Mathematische Methoden der Physik

Technische Universität Clausthal WS 1979/80 - SS 2005

W. Lücke

Vorwort

Ziel dieser Vorlesung ist es, an einfachen physikalischen Systemen zu zeigen, wie mathematische Strukturen in der Natur in verschiedenster Gestalt näherungsweise realisiert sind und zu physikalischen Schlußfolgerungen herangezogen werden können. Dabei dient die Vorlesung gleichzeitig als Einführung in die **elementaren** mathematischen Methoden der Physik, soweit sie für die Vorlesungen Theoretische Mechanik und Elektrodynamik benötigt werden. Jedoch ist das eigentliche Anliegen nicht die Mathematik selbst, sondern der kreative Umgang damit – was sicherlich nicht bei jedem Studenten auf Gegenliebe stoßen wird. Dementsprechend wird auch bei Beweisen so weit wie möglich physikalisch-anschaulich argumentiert. Die Einübung in präzise formale Beweisführung soll den Mathematikvorlesungen vorbehalten bleiben. Wer einmal gelernt hat, wie ein strenger mathematischer Beweis zu führen ist, wird keine Schwierigkeiten haben, die hier gegebenen Beweisskizzen entsprechend umzusetzen.

Warnungen:

- 1. Das vorliegende Skript ist nicht zum Selbststudium gedacht.
- 2. Für Leute, die sich mit Halbwissen zufrieden geben, ist diese Vorlesung denkbar ungeeignet.

Der in der Vorlesung abgehandelte mathematische Stoff sollte als Pensum aufgefaßt werden, das es bis zum Vordiplom abzuarbeiten gilt.

Wichtig: Auch im zweiten Studienabschnitt sollte man sich den Stoff dieser Vorlesung immer wieder ins Gedächtnis rufen, da er auch in den höheren Vorlesungen stets benötigt wird.

Literaturempfehlung: (Zeidler, 2003; Grosche et al., 2003; Fischer und Kaul, 2001; Fischer und Kaul, 2004)

Inhaltsverzeichnis

Ι	Ve	ektor-	Algebra-Methoden	9
1	Vek	torrau	ım-Strukturen	11
	1.1	Physil	kalische Dreier-Vektoren	11
		1.1.1	Räumliche Translationen	11
		1.1.2	Vektorregeln für Translationen	12
		1.1.3	Überlagerung von Geschwindigkeiten	13
		1.1.4	Überlagerung von Federkräften	14
		1.1.5	Natürliche Zuordnungen verschiedenartiger Vektoren	16
		1.1.6	Zusammenfassung	17
	1.2	Mathe	ematische Betrachtungen	17
		1.2.1	Allgemeine reelle Vektorräume	17
		1.2.2	Lineare Unabhängigkeit von Vektoren	18
		1.2.3	Endlichdimensionale reelle Vektorräume	19
		1.2.4	Spalten-Schreibweise für Vektore	20
	1.3	Physil	kalische Anwendungsbeispiele	21
		1.3.1	Schiefe 'Ebene'	21
		1.3.2	Landeanflug	22
		1.3.3	Seilspannungen (Spezialfall)	23
2	Eur	KLID isc	he reelle Vektorräume	25
	2.1	Das S	kalarprodukt	25
		2.1.1	Motivation	25
		2.1.2	Mathematische Betrachtungen	28
		2.1.3	Seilspannungen (allgemeiner Fall)	32
	2.2	Das V	Vektorprodukt im 3-dim. Euklid. Raum	33
		2.2.1	Motivation (Hebelgesetz)	
		2.2.2	Bestimmung des Vektorproduktes	35
		2.2.3	Drehmomentbilanzen	36
		2.2.4	Anwendungsbeispiel (Dreibeiniger Tisch)	38
	2.3		iche Formeln	40
		2.3.1	Teilzusammenfassung	40
		2.3.2	Mehrfachprodukte	40
		2.3.3	Reziproke Basis und Cramersche Regel	41

		2.3.4	Komplexe Zahlen					
Η	V	ektor	-Analysis-Methoden 47					
3	Raı	ımkur	ven 49					
	3.1	Bahnl	kurve eines Körperpunktes					
		3.1.1	Beschreibung durch Vektorfunktionen					
		3.1.2	Geradlinige Bewegung					
		3.1.3	Elliptische Bewegung					
		3.1.4	Parabolische Bewegung					
		3.1.5	Hyperbolische Bewegung					
	3.2	Gesch	windigkeit eines Körperpunktes					
		3.2.1	Mittlere Geschwindigkeit					
		3.2.2	Momentangeschwindigkeit					
		3.2.3	Differentiationsregeln					
		3.2.4	Anwendungsbeispiel (harmonische Schwingung) 63					
	3.3	Besch	leunigung eines Körperpunktes					
		3.3.1	Definitionen und einfache Beispiele 64					
		3.3.2	Eindeutige Bestimmtheit der Bahnkurve 67					
		3.3.3	Eigenschaften des Integrals und Konsequenzen 71					
		3.3.4	Die Newtonsche Bewegungsgleichung					
	3.4	Erhalt	tungssätze für Massenpunktsysteme					
		3.4.1	Impulssatz/Schwerpunktsatz					
		3.4.2	Drehimpulssatz/Flächensatz					
		3.4.3	Innere und äußere Kräfte					
		3.4.4	Energiesatz					
	3.5	<u> </u>						
		3.5.1	Harmonischer Oszillator					
		3.5.2	Gravitationsgesetz					
		3.5.3	Kepler-Problem					
		3.5.4	Allgemeines Zentralpotential					
4	Ska	lar- ur	nd Vektorfelder 93					
_	4.1		ingsableitung					
		4.1.1						
		4.1.2	Der Gradient eines Skalarfeldes					
		4.1.3	Taylor-Entwicklung					
	4.2		tegrale					
		4.2.1	Definitionen					
		4.2.2	Eigenschaften des Wegintegrals					
		4.2.3	Wegintegrale über konservative Vektorfelder 108					
		4.2.4	Beispiel: Entropie					

	4.3	Oberf	lächenintegrale	113
		4.3.1	Definitionen	113
		4.3.2	Beispiele geeigneter Flächenparametrisierungen	116
		4.3.3	Eigenschaften des Oberflächenintegrals	119
		4.3.4	Der Satz von Stokes	121
	4.4	Volun	nenintegrale	124
		4.4.1	Definitionen	124
		4.4.2	Anwendungsbeispiel (Trägheitstensor)	126
		4.4.3	Eigenschaften des Volumenintegrals	
		4.4.4	Der Satz von Gauss	131
		4.4.5	Die Poissonsche Gleichung	136
		4.4.6	Der Satz von Earnshaw	
	4.5	Nützli	iche Formeln	139
		4.5.1	Teilzusammenfassung	139
		4.5.2	Algebra des Nabla-Operators	140
		4.5.3	Konstruktion von Vektorpotentialen	142
		4.5.4	Funktionentheoretische Hilfsmittel	146
IJ	(I)	Differ	entialgleichungen	153
5	Cor	vähnli	che Differentialgleichungen	155
J	5.1		rielle Differentialgleichungen 1. Ordnung	
	0.1	5.1.1	Motivation und Definitionen	
		5.1.2	Eindeutigkeit von Lösungen	
		5.1.3	Existenz der Flußlinien	
	5.2		entialgleichungen höherer Ordnung	
	J	5.2.1	2. Ordnung zur Orientierung	
		5.2.2	Allgemeine Definition	
		5.2.3	Rückführung auf Differentialgleichungen 1. Ordnung	
	5.3		re vektorielle Differentialgleichungen	
			Fundamentales Lösungssystem	
		5.3.2	Partikuläre Lösung des inhomogenen Problems	
		5.3.3	Gedämpfter harmonischer Oszillator mit äußerer Kraft	
•				10-
6		_	artielle Differentialgleichungen	167
	6.1		e Schwingungen einer Saite	
		6.1.1	Bewegungsgleichung	
		6.1.2	Energiesatz und Anfangswertproblem	
	6.0	6.1.3	Lösungen für die fest eingespannte Saite	
	6.2		TER-Theorie	
		6.2.1	FOURIER-Reihen	

	6.3	Feldgl	eichungen	. 176	
		6.3.1	Freie elektromagnetische Wellen	. 176	
		6.3.2	Wärmeleitung	. 177	
A	Ten	soren		179	
	A.1	Der D	ualraum	. 179	
		A.1.1	Linearformen	. 179	
		A.1.2	Die duale Basis	. 180	
		A.1.3	Basiswechsel	. 181	
	A.2	Allgen	neine Tensoren	. 181	
		A.2.1	Definitionen	. 181	
		A.2.2	Komponenten-Darstellung von Tensoren	. 184	
		A.2.3	Natürliche Zuordnungen	. 186	
		A.2.4	Physikalische Tensoren	. 188	
	A.3	Antisy	ymmetrische Tensoren	. 189	
		A.3.1	Volumenformen	. 189	
		A.3.2	Orientierung endlichdimensionaler Vektorräume	. 191	
		A.3.3	Allgemeine antisymmetrische Tensoren	. 193	
В	Bew	veise z	ur Fourier-Theorie	197	
	B.1	Integr	al-Sinus und Folgen vom Typ Delta	. 197	
	B.2	DIRIC	HLETsche Formel	. 199	
	B.3	Konve	ergenz der Fourier-Reihen	. 202	
	B.4	Zum I	Fourier-Integral	. 205	
\mathbf{C}	Übı	ıngsau	fgaben	207	
D	Lösı	ungsvo	orschläge	239	
\mathbf{Li}^{\cdot}	Literaturverzeichnis 31				
In	Index 3				

$\label{eq:TeilI} \ensuremath{\text{Teil I}}$ $\ensuremath{\text{Vektor-Algebra-Methoden}}$

Kapitel 1

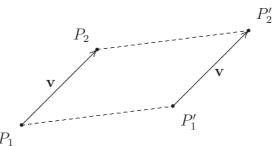
Vektorraum-Strukturen

1.1 Physikalische Dreier-Vektoren

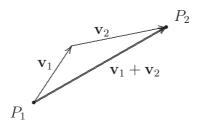
1.1.1 Räumliche Translationen

(i) \mathbf{v} bezeichne die einfachste Vorschrift, von P_1 nach P_2 zu gelangen: In entsprechende **Richtung** eine Strecke entsprechender **Länge** zurücklegen.

Dieselbe Vorschrift (durch einen Pfeil entsprechender Richtung und Länge veranschaulicht) läßt sich natürlich auf jeden anderen Ausgangspunkt P'_1 anwenden:

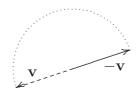


- (ii) $\mathbf{v}_1 \triangleright \mathbf{v}_2$ bezeichne die kompliziertere Vorschrift: Erst \mathbf{v}_1 , danach auch noch \mathbf{v}_2 ausführen.
- (iii) $\mathbf{v}_1 + \mathbf{v}_2$ bezeichne die **einfachste** Vorschrift, von einem gegebenen Anfangspunkt P_1 zum gleichen Ausgangspunkt P_2 zu gelangen wie gemäß $\mathbf{v}_1 \triangleright \mathbf{v}_2$:

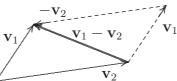


(iv) Für $\lambda \geq 0$ bezeichne $\lambda \mathbf{v}$ die Vorschrift: In Richtung von \mathbf{v} das λ -fache der \mathbf{v} entsprechenden Strecke zurücklegen.

(v) $-\mathbf{v}$ bezeichne die Vorschrift: In zu \mathbf{v} entgegengesetzter Richtung die \mathbf{v} entsprechende Strecke zurücklegen:



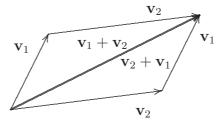
(vi) Statt $-(\lambda \mathbf{v})$ wird auch $(-\lambda)\mathbf{v}$ oder $-\lambda \mathbf{v}$ und statt $\mathbf{v}_1 + (-\mathbf{v}_2)$ auch $\mathbf{v}_1 - \mathbf{v}_2$ geschrieben:



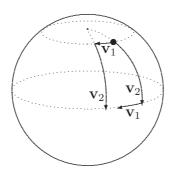
1.1.2 Vektorregeln für Translationen

In der Praxis wird keine Abweichung von folgenden Regeln bemerkt:

(V1): $\mathbf{v}_1 + \mathbf{v}_2 = \mathbf{v}_2 + \mathbf{v}_1$, anschaulich:

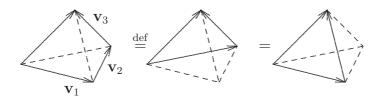


Anmerkung: Es ist mehr als zweifelhaft, ob sich für die reale Welt die Begriffe 'gleiche Richtung' und 'gleiche' Strecke konkret so definieren lassen, daß (V1) **streng** gilt. Die Art der Schwierigkeit kann man sich verdeutlichen, indem man auf der Erdoberfläche die Gleichheit von Richtungen an verschiedenen Ausgangspunkten P_1, P_1' mit der Kompaßnadel überprüft:

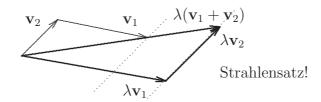


 $\begin{array}{ll} {\rm Richtung\ von\ } {\bf v}_1 {\rm :\ Westen} \, , \\ {\rm Richtung\ von\ } {\bf v}_2 {\rm :\ } {\rm S\"{u}den} \, . \end{array}$

(V2): $\mathbf{v}_1 + \mathbf{v}_2 + \mathbf{v}_3 \stackrel{\text{def}}{=} (\mathbf{v}_1 + \mathbf{v}_2) + \mathbf{v}_3 = \mathbf{v}_1 + (\mathbf{v}_2 + \mathbf{v}_3)$, anschaulich:



- (V3): $0\mathbf{v}_1 = 0\mathbf{v}_2$
- (V4): 1v = v
- (V5): $\lambda_1 \lambda_2 \mathbf{v} \stackrel{\text{def}}{=} (\lambda_1 \lambda_2) \mathbf{v} = \lambda_1 (\lambda_2 \mathbf{v})$ für reelle λ_1, λ_2
- (V6): $\lambda_1 \mathbf{v} + \lambda_2 \mathbf{v} \stackrel{\text{def}}{=} (\lambda_1 \mathbf{v}) + (\lambda_2 \mathbf{v}) = (\lambda_1 + \lambda_2) \mathbf{v}$ für reelle λ_1, λ_2
- (V7): $\lambda \mathbf{v}_1 + \lambda \mathbf{v}_2 = \lambda (\mathbf{v}_1 + \mathbf{v}_2)$ für reelle λ , anschaulich:



Anmerkungen:

- Für Vektoren ${\bf v}$ und reelle Zahlen λ werden wir mitunter auch ${\bf v}\,\lambda$ für $\lambda\,{\bf v}$ oder (falls $\lambda\neq 0$) $\frac{{\bf v}}{\lambda}$ bzw. ${\bf v}/\lambda$ für $\frac{1}{\lambda}\,{\bf v}$ schreiben.
- \bullet Im Folgenden werden wir, im Sinne von (V3) für 0 ${\bf v}$ i.a. nur 0 schreiben.

1.1.3 Überlagerung von Geschwindigkeiten

Auch eine (gleichförmige) Geschwindigkeit \mathbf{v} läßt sich durch Angabe einer **Richtung** und einer **Länge** charakterisieren, wenn eine Zeiteinheit festgelegt ist:¹

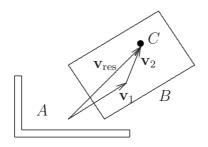
Richtung von **v**: Bewegungsrichtung , Länge von **v**: pro Zeiteinheit zurückgelegte Strecke .

Version vom 26. März 2009

¹Vgl. auch Abschnitt 1.1.5

Bei der Erklärung der Addition von Geschwindigkeiten wird besonders deutlich, daß sich die Charakterisierung von Geschwindigkeiten (ebenso wie die räumlicher Translationen) stets auf ein vereinbartes **starres** Bezugssystem bezieht.²

Seien also A,B vorgegebene starre Bezugssysteme, die sich relativ zueinander gleichförmig drehungsfrei bewegen (z.B. A = Hafen, B = Fähre), und sei C ein physikalisches Objekt:



 \mathbf{v}_1 : gleichf. Geschw. von B bzgl. A, \mathbf{v}_2 : gleichf. Geschw. von C bzgl. B, \mathbf{v}_{res} : gleichf. Geschw. von C bzgl. A,

 $\mathbf{v}_1 + \mathbf{v}_2 = \mathbf{v}_{\text{res}}.$

Mit $\mathbf{v}_1 + \mathbf{v}_2$ wird dann i.a. die Geschwindigkeit bezeichnet, mit der sich C bzgl. A bewegt.

Mit $\lambda \mathbf{v}$, wobei $\lambda \geq 0$, wird die Geschwindigkeit bezeichnet, der die gleiche Richtung wie \mathbf{v} , jedoch die λ -fache Länge zukommt.

 $\operatorname{Mit} - \mathbf{v}$ wird die Geschwindigkeit bezeichnet, der die gleiche Länge wie \mathbf{v} , jedoch die entgegengesetzte Richtung zukommt.

Die Schreibweisen (vi) aus 1.1.1 finden auch für Geschwindigkeitsvektoren Anwendung.

Dann werden für Geschwindigkeiten, deren Betrag klein im Vergleich zu demjenigen der Vakuumlichtgeschwindigkeit ($\approx 3 \cdot 10^{10} \frac{\rm cm}{\rm s}$) ist, in der Praxis keine Abweichungen von den Regeln (V1)–(V7) aus 1.1.2 festgestellt.³

1.1.4 Überlagerung von Federkräften

Eine Feder sei zwischen zwei feste Punkte P_1, P_2 eines starren Bezugssystems **gespannt**:

$$P_2$$
 P_1

Dann greift die Feder bei P_1 mit einer Kraft \mathbf{F} an, die durch Angabe von **Richtung** und **Stärke**⁴ zu charakterisieren ist, wobei:

Richtung von \mathbf{F} : Richtung von P_1 nach P_2 .

Version vom 26. März 2009

²Aus der speziellen Relativitätstheorie muß man allerdings folgern, daß **absolut** starre Körper prinzipiell **nicht** existieren können.

 $^{^3}$ Für höhere Geschwindigkeiten bereiten dagegen die unterschiedlichen Bezugssysteme A,B Schwierigkeiten.

⁴Siehe weiter unten.

Mit $-\mathbf{F}$ bezeichnet man in diesem Falle die Kraft, mit der die Feder (vernachlässigbarer Masse) bei P_2 angreift.

Wird die Kraftwirkung der betr. Feder bei P_2 durch zwei weitere Federn kompensiert, die bei P_2 mit den Kräften $\mathbf{F}_1, \mathbf{F}_2$ angreifen, dann definiert man

$$\mathbf{F}_1 + \mathbf{F}_2 \stackrel{\mathrm{def}}{=} \mathbf{F}:$$

$$\begin{array}{c} \mathbf{F}_2 & \mathbf{h} \mathbf{F}_1 & \mathbf{F} \\ \hline P_2 & P_1 \end{array}$$

Weiterhin definiert man induktiv

$$\begin{array}{ccc} 1\,\mathbf{F} & \stackrel{\mathrm{def}}{=} & \mathbf{F}\,,\\ (n+1)\mathbf{F} & \stackrel{\mathrm{def}}{=} & n\mathbf{F} + \mathbf{F} & \mathrm{f}\ddot{\mathbf{u}}\mathrm{r} \ n=1,\,2,\dots \end{array}$$

und schließlich $\frac{n}{m}$ **F** als diejenige Kraft, deren m-faches mit n**F** übereinstimmt.

Man wählt nun eine **Standard-Feder** und legt die Stärke der Kraft, die diese Feder bei **Standard-Auslenkung** ausübt, als *Krafteinheit* fest. Dann definiert man:

Stärke von
$$\frac{n}{m}\mathbf{F} \stackrel{\text{def}}{=} \frac{n}{m}$$
 Krafteinheit, falls Stärke von $\mathbf{F} = \text{Krafteinheit}$.

Damit läßt sich eine Federwaage herstellen, an der man die Federstärke ablesen kann.

 $\lambda \mathbf{F}$ kann man nun für bel. $\lambda \geq 0$ als diejenige Federkraft definieren, der die gleiche Richtung wie \mathbf{F} , jedoch die λ -fache Stärke zukommt. Mit $-\mathbf{F}$ bezeichnet man die Kraft der in entgegengesetzte Richtung mit gleicher Auslenkung gespannten Feder.

Schließlich seien wieder die Schreibweisen (vi) aus 1.1.1 vereinbart.

Dann bemerkt man wiederum in der Praxis keine Abweichung von den Regeln (V1)–(V7) aus 1.1.2.

Anmerkung: Auf den ersten Blick mögen die Regeln (V1)–(V7) für Federkräfte selbstverständlich erscheinen. Tatsächlich ist aber bereits der experimentell gefundene Sachverhalt, daß sich die gemeinsame Kraftwirkung zweier Federn stets durch die einer einzigen Feder (in hinreichend guter Näherung) kompensieren läßt, keinesfalls eine logische Notwendigkeit.

Natürliche Zuordnungen zwischen physikalischen 1.1.5Dreier-Vektoren⁵ unterschiedlicher Art

Für einen Kraftvektor \mathbf{F} und einen Translationsvektor \mathbf{x} schreibt man auch

$$\mathbf{F} = \mathbf{x} \frac{\text{Krafteinheit}}{\text{L\"{a}ngeneinheit}}$$

sowie

$$\mathbf{x} = \mathbf{F} \frac{\text{Längeneinheit}}{\text{Krafteinheit}},$$

falls folgende beiden Bedingungen erfüllt sin

- 1. Die x und F entspr. Richtungen stimmen überein.
- 2. Es existiert ein $\lambda \geq 0$ mit:

Stärke von $\mathbf{F} = \lambda \, \text{Krafteinheit}$

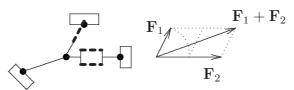
und

 \mathbf{x} entspr. Strecke = λ Längeneinheit.

Dann stellt man in der Praxis keine Abweichungen von folgenden Regeln⁶ fest:

$$(\lambda \mathbf{F}) \frac{\text{Längeneinh.}}{\text{Krafteinh.}} = \lambda \left(\mathbf{F} \frac{\text{Längeneinh.}}{\text{Krafteinh.}} \right).$$
 (1.4)

Aufgrund dieser Tatsache läßt sich die Überlagerung von Kräften mithilfe räumlicher Translationen richtungstreu und längentreu darstellen (Kräfteparalleloqramm):



Version vom 26. März 2009

⁵Der Übergang zum (physikalisch) dimensionslosen Einheitsvektor gleicher Richtung wird oft durch ein $\hat{}$ über dem Vektorsymbol mitgeteilt. Dann gilt also z.B. $\hat{\mathbf{r}} \stackrel{\text{def}}{=} \frac{\mathbf{r}}{|\mathbf{r}|}$ (im Sinne von 2.1.1). Wir werden jedoch das ^, wie vielfach in der Quantenoptik üblich, nur zur Kennzeichnung von Operatoren verwenden.

 $^{^6}$ Man kann zeigen, daß diese Regeln äquivalent sind zur Isotropie der Überlagerungsgesetze für Kräfte. Man beachte in diesem Zusammenhang auch Aufgabe 10.

Entsprechende Zusammenhänge — die die Grundlage für viele physikalische Anwendungen der Vektorrechnung bilden — gelten z.B. 7 auch zwischen Geschwindigkeiten \mathbf{v} und räumlichen Translationen \mathbf{x} .

1.1.6 Zusammenfassung

In der Physik treten vielfach gerichtete Größen (wie z.B. räuml. Translationen, Geschwindigkeiten, Federkräfte usw.) auf, für die sowohl Addition als auch Multiplikation mit reellen Zahlen in 'natürlicher' Weise so erklärt sind, daß die Regeln (V1) - (V7) aus 1.1.2 in weiten Bereichen bedenkenlos angewendet werden können. Dabei lassen sich natürliche Zuordnungen zwischen Vektoren unterschiedlicher physikalischer Natur vorteilhaft ausnutzen.

1.2 Mathematische Betrachtungen

1.2.1 Allgemeine reelle Vektorräume

Entspr. 1.1.6 ist es von Interesse, die durch die Regeln (V1)–(V7) aus 1.1.2 beschriebene Struktur allgemein zu untersuchen und dazu zunächst zu bezeichnen:

Definition 1.2.1 Unter einem **reellen Vektorraum** versteht man eine Menge V zusammen mit einer Additionsvorschrift und einer Vorschrift zur Multiplikation mit reellen Zahlen derart, daß

$$\lambda \mathbf{v}_1, \, \mathbf{v}_1 + \mathbf{v}_2 \in V \quad \text{für alle } \mathbf{v}_1, \mathbf{v}_2 \in V \text{ und bel. reelle } \lambda$$

und

gelten. Die Elemente von V nennt man **Vektoren**⁸.

___ Version vom 26. März 2009

 $^{^{7}}$ Vektoren wie z.B. $\frac{\mathbf{x}}{\text{L\"{a}ngeneinheit}}$ oder $\frac{\mathbf{F}}{\text{Krafteinheit}}$ bezeichnen wir als physikalisch dimensionslos.

 $^{^8}$ Die Charakterisierung als gerichtete Größen betrifft höchstens eine kleine Unterkategorie von Vektoren.

1.2.2 Lineare Unabhängigkeit von Vektoren

Definition 1.2.2 Sei V ein reeller Vektorraum und sei T eine Teilmenge von V. Als **lineare Hülle** von T bezeichnet man dann die Menge $\mathcal{L}(T)$ aller Vektoren $\mathbf{v} \in V$, die sich in der Form⁹

$$\mathbf{v} = \lambda^1 \mathbf{v}_1 + \ldots + \lambda^n \mathbf{v}_n$$

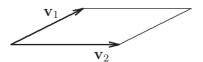
mit reellen $\lambda^1, \ldots, \lambda^n$ und $\mathbf{v}_1, \ldots, \mathbf{v}_n \in T$ darstellen lassen, wobei n eine beliebige natürliche Zahl ist.

Definition 1.2.3 Sei V ein reeller Vektorraum. Dann heißen die Vektoren einer Teilmenge T von V linear unabhängig voneinander, falls $\mathcal{L}(T') \neq \mathcal{L}(T)$ für jede echte Teilmenge T' von T gilt. Andernfalls heißen die Vektoren von T (insgesamt) linear abhängig (voneinander). Unter einer Basis von V versteht man eine Menge $T \subset V$ linear unabhängiger Vektoren mit $\mathcal{L}(T) = V$.

Anschaulich (für räumliche Translationen):

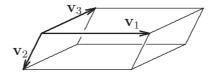
Version vom 26. März 2009

(i) Zwei Vektoren $\mathbf{v}_1, \mathbf{v}_2$ sind genau dann linear unabhängig voneinander, wenn das ihnen entspr. Parallelogramm



nicht entartet ist, d.h. von Null verschiedenen Flächeninhalt hat.

(ii) Drei Vektoren $\mathbf{v}_1, \mathbf{v}_2, \mathbf{v}_3$ sind genau dann linear unabhängig voneinander, wenn der ihnen entsprechende Spat



nicht entartet ist, d.h. von Null verschiedenes Volumen hat.

 $^{^9\}mathrm{Nach}$ (V2) ist die Verwendung von Klammern zur Festlegung einer Additionsreihenfolge auf der rechten Seite überflüssig. Die hochgestellten Ziffern sind gewöhnlich als **Indizes** aufzufassen, also z.B.: $a^3 \not= a \cdot a \cdot a$.

19

Lemma 1.2.4

Gegeben:

- (i) reeller Vektorraum V
- (ii) Vektoren $\mathbf{v}_1, \dots, \mathbf{v}_n \in V$

Behauptung: Die $\mathbf{v}_1, \dots, \mathbf{v}_n$ sind genau dann linear unabhängig, wenn zu jedem $\mathbf{a} \in \mathcal{L}(\{\mathbf{v}_1, \dots, \mathbf{v}_n\})$ genau ein n-Tupel reeller Zahlen $(a^1, \dots a^n)$ existiert mit:

$$\mathbf{a} = a^1 \mathbf{v}_1 + \ldots + a^n \mathbf{v}_n \,.$$

Beweis: Siehe z.B. (van der Waerden, 1966, § 19).

1.2.3 Endlichdimensionale reelle Vektorräume

Für die bisher betrachteten Anschauungsmodelle reeller Vektorräume ist intuitiv klar, daß jeweils eine endliche Basis von V existiert. Solche Vektorräume lassen sich besonders leicht allgemein abhandeln; daher:

Definition 1.2.5 Ein (reeller) Vektorraum V heißt **endlichdimensional**, falls eine endliche Zahl von Vektoren $\mathbf{v}_1, \dots, \mathbf{v}_n \in V$ existiert, für die

$$\mathcal{L}\left(\left\{\mathbf{v}_{1},\ldots,\mathbf{v}_{n}\right\}\right)=V$$

gilt. Falls mindestens ein Vektor $\mathbf{v} \in V$ existiert, für den $\mathbf{v} \neq 0$ \mathbf{v} gilt, ¹⁰ bezeichnet man das dabei kleinstmögliche n als die **Dimension** (dim V) von V.

Beispiele:

- (i) $\dim V = 2$ für $V = \{\text{Translat. i.d. Ebene}\}$
- (ii) $\dim V = 3$ für $V = \{\text{bel. gleichf. Geschwindigk.}\}$
- (iii) Für den Teilraum $V' \stackrel{\mathrm{def}}{=} \mathcal{L}(\{\mathbf{v}\})$ von V gilt

$$\dim V' = \begin{cases} 0 \text{ falls } \mathbf{v} = 0 \text{ (genauer: } 0\mathbf{v}), \\ 1 \text{ sonst.} \end{cases}$$

Lemma 1.2.6

Gegeben:

- (i) endlichdim. (reeller) Vektorraum V
- (ii) linear unabhängige Vektoren $\mathbf{v}_1, \dots, \mathbf{v}_n \in V$

Behauptung: Dann sind folgende Aussagen zueinander äquivalent:

Version vom 26. März 2009

 $^{^{10}}$ Sonst setzt man dim V = 0.

1. $\{\mathbf{v}_1, \dots, \mathbf{v}_n\}$ ist eine **Basis** von V.

2.
$$\mathcal{L}(\{\mathbf{v}_1,\ldots,\mathbf{v}_n\})=V.$$

 $3. \dim V = n.$

Beweis: Siehe z.B. (van der Waerden, 1966, § 20).

1.2.4 Spalten-Schreibweise für Vektoren

Sei V ein n-dim. reeller Vektorraum. Dann läßt sich nach Definition 1.2.5 und Lemma 1.2.6 eine Basis $\{\mathbf{b}_1, \dots, \mathbf{b}_n\}$ fest wählen. Nach Lemma 1.2.4 existiert dazu für jeden Vektor $\mathbf{x} \in V$ genau ein n-Tupel reeller Zahlen (x^1, \dots, x^n) mit:

$$\mathbf{x} = x^1 \mathbf{b}_1 + \ldots + x^n \mathbf{b}_n \,.$$

Vereinbart man unter diesen Voraussetzungen, auch

$$\begin{pmatrix} x^1 \\ x^2 \\ \vdots \\ x^n \end{pmatrix} \text{ für } \mathbf{x}$$

zu schreiben, so erkennt man aus (V1)-(V7) leicht:

$$\begin{pmatrix} x^1 \\ x^2 \\ \vdots \\ x^n \end{pmatrix} + \begin{pmatrix} y^1 \\ y^2 \\ \vdots \\ y^n \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} x^1 + y^1 \\ x^2 + y^2 \\ \vdots \\ x^n + y^n \end{pmatrix}$$
(1.5)

$$\lambda \begin{pmatrix} x^1 \\ x^2 \\ \vdots \\ x^n \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} \lambda x^1 \\ \lambda x^2 \\ \vdots \\ \lambda x^n \end{pmatrix} \tag{1.6}$$

(Beweis als Übungsvorschlag).

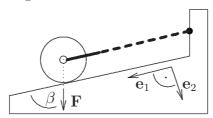
In dieser Darstellungsweise haben offensichtlich alle n-dim. Vektorräume zu festem n die gleiche Struktur!

Die natürliche Verallgemeinerung o.a. Spalten-Schreibweise mit physikalischen Größen x^1, \ldots, x^n gleicher Art und beliebigen physikalischen Größen λ ist offensichtlich.

1.3 Physikalische Anwendungsbeispiele für die allgemeinen Vektorregeln

1.3.1 Schiefe 'Ebene'

Aufgabe: Ein Rad werde folgendermaßen auf einer schrägen Schiene festgehalten:



Man bestimme die Stärke der Federkraft aus dem Winkel β und der Schwerkraft \mathbf{F} , die auf das Rad einwirkt.

Lösung: Mit den Bezeichnungen

 $\mathbf{F}_{\mathrm{F}} \ \stackrel{\mathrm{def}}{=} \ \mathrm{Kraft}, \, \mathrm{die} \, \, \mathrm{die} \, \, \mathrm{Feder} \, \, \mathrm{auf} \, \, \mathrm{das} \, \, \mathrm{Rad} \, \, \mathrm{aus \ddot{u}bt} \, ,$

 $\mathbf{F}_{\mathrm{Z}} \ \stackrel{\mathrm{def}}{=} \ \mathrm{Kraft},$ die die Schiene auf das Rad ausübt

gilt mit geeigneten Kraftstärken F , $F_{\rm F}$, $F_{\rm Z}$ bzgl. der dimensionslosen Einheitsvektoren $\{{\bf e}_1$, ${\bf e}_2\}$:

$$\begin{aligned} \mathbf{F}_{\mathrm{F}} &= -F_{\mathrm{F}} \, \mathbf{e}_{1} \,, \\ \mathbf{F}_{\mathrm{Z}} &= -F_{\mathrm{Z}} \, \mathbf{e}_{2} \,, \\ \mathbf{F} &= F \left(\cos \beta \, \mathbf{e}_{1} \, + \, \sin \beta \, \mathbf{e}_{2} \right) \,. \end{aligned}$$

Aus der Gleichgewichtsbedingung

$$\mathbf{F} + \mathbf{F}_{\mathbf{Z}} + \mathbf{F}_{\mathbf{F}} = 0$$

folgt somit

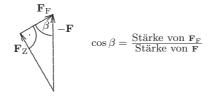
$$(F\cos\beta - F_{\rm F})\mathbf{e}_1 + (\ldots)\mathbf{e}_2 = 0$$

und daraus mit Lemma 1.2.4 das Ergebnis:

Stärke von
$$\mathbf{F}_{\mathrm{F}} = (\cos \beta)$$
 Stärke von \mathbf{F} .

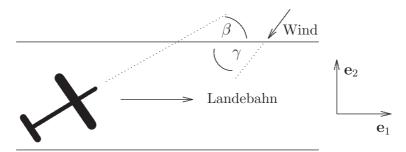
Warnung: Dieses Ergebnis gilt i.a. **nicht** für den Fall, daß die Federkraft außerhalb des Radmittelpunktes angreift. Dann stimmt nämlich die Richtung von \mathbf{F}_{Z} nicht mehr mit derjenigen von $-\mathbf{e}_{\mathrm{Z}}$ überein!

Aus Gründen der Systematik vermiedene Schnell-Lösung:



1.3.2 Landeanflug

Aufgabe: Ein Flugzeug befinde sich in der letzten Phase des Landeanflugs:



Der Geschwindigkeitsmesser an Bord des Flugzeugs zeige 80 $\frac{\rm km}{\rm Stunde}$ an. Man bestimme die Windgeschwindigkeit in Abhängigkeit von den Winkeln β, γ .

Lösung: Mit den Bezeichnungen

 $\stackrel{\text{def}}{=}$ Geschw. d. Flugzeugs relativ zur Luft,

 $\mathbf{v}_{\mathrm{L}} \overset{\mathrm{def}}{=} \mathrm{Windgeschwindigkeit}$, $\mathbf{v} \overset{\mathrm{def}}{=} \mathrm{Geschw}$. d. Flugzeugs relativ zur Landebahn

gilt nach 1.1.3

$$\mathbf{v} = \mathbf{v}_{\mathrm{F}} + \mathbf{v}_{\mathrm{L}} \,. \tag{1.7}$$

Bzgl. der dimensionslosen Einheitsvektoren $\mathbf{e}_1, \mathbf{e}_2$ gilt

$$\mathbf{v} = \begin{pmatrix} v \\ 0 \end{pmatrix}, \ \mathbf{v}_{F} = 80 \begin{pmatrix} \cos \beta \\ \sin \beta \end{pmatrix} \frac{\mathrm{km}}{\mathrm{Stunde}}, \ \mathbf{v}_{L} = v_{L} \begin{pmatrix} -\cos \gamma \\ -\sin \gamma \end{pmatrix}$$
 (1.8)

mit geeigneten Geschwindigkeitsbeträgen $v, v_L, d.h.$ (1.7) nimmt die Form

$$\begin{pmatrix} v \\ 0 \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} 80 \cos \beta \frac{\text{km}}{\text{Stunde}} - v_{\text{L}} \cos \gamma \\ 80 \sin \beta \frac{\text{km}}{\text{Stunde}} - v_{\text{L}} \sin \gamma \end{pmatrix}$$

an. Daraus folgt $v_{\rm L}=80\frac{\sin\beta}{\sin\gamma}\frac{\rm km}{\rm Stunde}$ und somit nach (1.8) das Ergebnis:

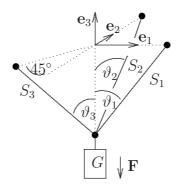
Windgeschwindigkeit =
$$80 \frac{\sin \beta}{\sin \gamma} \frac{\text{km}}{\text{Stunde}}$$
.

Aus Gründen der Systematik vermiedene Schnell-Lösung:



1.3.3 Seilspannungen (Spezialfall)

Aufgabe:¹¹ Ein Gewicht G sei folgendermaßen an drei Seilen S_1, S_2, S_3 aufgehängt:



Man bestimme die Stärke der Kräfte \mathbf{F}_j , die die Seile S_j auf G ausüben, also die **Seilspannungen**, aus den Winkeln ϑ_j und der Schwerkraft \mathbf{F} , die auf G einwirkt.

Lösung: Die Seile S_j sind in Richtung der dimensionslosen Einheitsvektoren \mathbf{b}_j gespannt, für die in der Spaltenschreibweise von 1.2.4 bzgl. der dimensionslosen Basis $\{\mathbf{e}_1, \mathbf{e}_2, \mathbf{e}_3\}$

$$\mathbf{b}_{1} = \begin{pmatrix} \sin \vartheta_{1} \\ 0 \\ \cos \vartheta_{1} \end{pmatrix}, \ \mathbf{b}_{2} = \begin{pmatrix} 0 \\ \sin \vartheta_{2} \\ \cos \vartheta_{2} \end{pmatrix}, \ \mathbf{b}_{3} = \begin{pmatrix} -\frac{1}{\sqrt{2}} \sin \vartheta_{3} \\ -\frac{1}{\sqrt{2}} \sin \vartheta_{3} \\ \cos \vartheta_{3} \end{pmatrix}$$
(1.9)

gilt. Entsprechend 1.1.5 gilt

$$\mathbf{F} = -F \,\mathbf{e}_3 \;, \quad F_j = F_j \,\mathbf{b}_j \tag{1.10}$$

mit:

Stärke von
$$\mathbf{F}_{(j)} = F_{(j)}$$
.

Aufgrund der Definitionen von 1.1.4 gilt

$$\mathbf{F}_1 + \mathbf{F}_2 + \mathbf{F}_3 = -\mathbf{F} \,.$$

Mit (1.10) und (1.1),(1.3) folgt hieraus

$$F_1 \mathbf{b}_1 + F_2 \mathbf{b}_2 + F_3 \mathbf{b}_3 = F \mathbf{e}_3.$$
 (1.11)

Unsere Aufgabe besteht also darin, einen vorgegebenen Vektor, nämlich -F \mathbf{e}_3 , nach einer vorgegebenen **schiefwinkligen** Basis, hier $\{\mathbf{b}_1, \mathbf{b}_2, \mathbf{b}_3\}$, zu entwickeln! Durch die spezielle Wahl der Aufhängung ist die Lösung dieser Aufgabe hier besonders elementar:

_____ Version vom 26. März 2009 _____

¹¹Wird in 2.1.3 verallgemeinert.

Mit (1.9) und (1.5),(1.6) folgt

$$F_{1} \sin \vartheta_{1} - F_{3} \frac{1}{2} \sqrt{2} \sin \vartheta_{3} = 0,$$

$$F_{2} \sin \vartheta_{2} - F_{3} \frac{1}{2} \sqrt{2} \sin \vartheta_{3} = 0,$$

$$F_{1} \cos \vartheta_{1} + F_{2} \cos \vartheta_{2} + F_{3} \cos \vartheta_{3} = F.$$
(1.12)

Man kann das Gleichungssystem natürlich mit dem GAUSSschen Algorithmus oder der CRAMERschen Regel¹² lösen. Man sieht aber auch sofort, daß die ersten beiden Gleichungen für

$$F_{1} = \frac{1}{\lambda} \left(\frac{1}{2} \sqrt{2} F \sin \vartheta_{2} \sin \vartheta_{3} \right) ,$$

$$F_{2} = \frac{1}{\lambda} \left(\frac{1}{2} \sqrt{2} F \sin \vartheta_{1} \sin \vartheta_{3} \right) ,$$

$$F_{3} = \frac{1}{\lambda} \left(F \sin \vartheta_{1} \sin \vartheta_{2} \right)$$

erfüllt sind und mit der Wahl

$$\lambda = \sin \vartheta_1 \sin \vartheta_2 \cos \vartheta_3 + \frac{1}{2} \sqrt{2} \left(\underbrace{\cos \vartheta_1 \sin \vartheta_2 + \sin \vartheta_1 \cos \vartheta_2}_{=\sin(\vartheta_1 + \vartheta_2)} \right) \sin \vartheta_3$$

auch die dritte der Gleichungen (1.12) erfüllt ist. Nach Lemma 1.2.4 ist die Lösung eindeutig.

Eine anschauliche Schnell-Lösung ist hier schon nicht mehr so naheliegend.

Version vom 26. März 2009

¹²Siehe 2.3.3

Kapitel 2

Euklidische reelle Vektorräume

2.1 Das Skalarprodukt

2.1.1 Motivation

In den bisherigen Anschauungsmodellen für reelle Vektorräume war jedem Vektor in natürlicher Weise eine Maßzahl zugeordnet, die wir mit $\|\mathbf{v}\|$ (**Norm** von \mathbf{v}) bezeichnen wollen, nämlich:

```
\|\mathbf{x}\| Längeneinheit = entspr. d. räuml. Transl. \mathbf{x} zurückgel. Strecke, \|\mathbf{v}\| Geschwindigkeitseinheit = \frac{\text{pro Zeiteinh. zurückgel. Strecke}}{\text{Zeiteinheit}}, \|\mathbf{F}\| Krafteinheit = Stärke der Kraft \mathbf{F}.
```

Für physikalische Anwendungen ist es oft vorteilhafter, die Beträge

 $\begin{aligned} |\mathbf{x}| &\stackrel{\text{def}}{=} & \|\mathbf{x}\| \text{ Längeneinheit }, \\ |\mathbf{v}| &\stackrel{\text{def}}{=} & \|\mathbf{v}\| \text{ Geschwindigkeitseinheit }, \\ |\mathbf{F}| &\stackrel{\text{def}}{=} & \|\mathbf{F}\| \text{ Krafteinheit } \end{aligned}$

usw.

zu verwenden.¹ Dafür gilt²

$$|\mathbf{b}| = ||\mathbf{b}|| \iff \mathbf{b}$$
 physikalisch dimensionslos.

 und^3

$$|\mathbf{b}\,E| = |\mathbf{b}|\,E$$

Version vom 26. März 2009

 $^{^1}$ Hier bezeichnet natürlich ${f x}$ eine räuml. Translation, ${f v}$ eine Geschwindigkeit und ${f F}$ eine Kraft.

²Gemäß Fußnote 7 von Kapitel 1.

³Entsprechend den Vereinbarungen von 1.1.5.

für alle physikalischen Dreier-Vektoren ${\bf b}$ und physikalischen Einheiten E~(>0). Für räumliche Translationen ist 'anschaulich' klar, daß der Satz~von PYTHAGORAS gilt:⁴

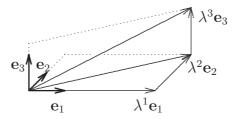
$$\|\mathbf{x}_1 + \mathbf{x}_2\|^2 = \|\mathbf{x}_1\|^2 + \|\mathbf{x}_2\|^2 \text{ falls } \mathbf{x}_1 \perp \mathbf{x}_2 \,.$$

Nach 1.1.5 gilt die entspr. Beziehung dann auch für Geschwindigkeiten, Kräfte usw.

Anschauliche Folgerung: Für jedes der bisherigen Anschauungsmodelle für reelle Vektorräume existiert eine Orthonormalbasis { e_1 , e_2 , e_3 }, d.h. es gilt

$$\|\lambda^{1}\mathbf{e}_{1} + \lambda^{2}\mathbf{e}_{2} + \lambda^{3}\mathbf{e}_{3}\| = |\lambda^{1}|^{2} + |\lambda^{2}|^{2} + |\lambda^{3}|^{2}$$

für alle (physikalisch dimensionslosen) reellen $\lambda^1, \lambda^2, \lambda^3$.



Es gilt also

$$\|\mathbf{a}\| = \sqrt{|a^1|^2 + |a^2|^2 + |a^3|^2}$$
 falls: $\mathbf{a} = \begin{pmatrix} a^1 \\ a^2 \\ a^3 \end{pmatrix}$ bzgl. $(\mathbf{e}_1, \mathbf{e}_2, \mathbf{e}_3)$ $(a^1, a^2, a^3 \text{ phys. dimensionslos})$.

Häufige Aufgabe: Gegeben sei ein Einheitsvektor \mathbf{e} (d.h. $\|\mathbf{e}\|=1$) und ein beliebiger Vektor \mathbf{v} gleicher physikalischer Dimension.

Man zerlege v in eine Vielfaches von e und einen zu e senkrechten Vektor:

$$\mathbf{v} = (\mathbf{e}, \mathbf{v}) \mathbf{e} + \mathbf{v}_{\perp}$$
.

Anschaulich ist klar, daß (\mathbf{e}, \mathbf{v}) linear von \mathbf{v} abhängt, d.h.:

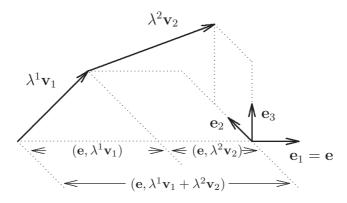
$$(\mathbf{e}, \lambda^{1} \mathbf{v}_{1} + \lambda^{2} \mathbf{v}_{2}) = \lambda^{1} (\mathbf{e}, \mathbf{v}_{1}) + \lambda^{2} (\mathbf{e}, \mathbf{v}_{2}) .$$
(S1)

Version vom 26. März 2009

 $^{{}^4\}mathbf{x}_1 \perp \mathbf{x}_2$ meint: die \mathbf{x}_1 und \mathbf{x}_2 zugeordneten Richtungen sind orthogonal (senkrecht). Entspr. für Geschwindigkeiten, Kräfte usw.

⁵Vgl. etwa 1.3.1.

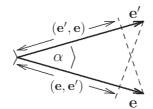
27



Außerdem ist anschaulich klar, daß

$$(\mathbf{e}', \mathbf{e}) = (\mathbf{e}, \mathbf{e}')$$

für bel. Einheitsvektoren e, e' gilt:



Daher ist es zweckmäßig,

$$(\mathbf{p}', \mathbf{v}) \stackrel{\mathrm{def}}{=} \|\mathbf{p}'\| \left(\frac{1}{\|\mathbf{p}'\|} \mathbf{p}', \mathbf{v} \right)$$

für bel. \mathbf{p}' , \mathbf{v} zu definieren, denn dann gilt

$$(S2)$$

für bel. \mathbf{p}', \mathbf{v} , so daß $(\mathbf{p}', \mathbf{v})$ auch von \mathbf{p}' linear abhängt.⁶ Für eine Orthonormalbasis gilt natürlich

$$(\mathbf{e}_j, \mathbf{e}_k) = \begin{cases} 1 & \text{für } j = k, \\ 0 & \text{sonst} \end{cases}$$
 (ON)

woraus mit (S1) folgt, daß:

$$(\mathbf{a}, \mathbf{b}) = a^1 b^1 + a^2 b^2 + a^3 b^3$$
 falls: $\mathbf{a} = \begin{pmatrix} a^1 \\ a^2 \\ a^3 \end{pmatrix}$, $\mathbf{b} = \begin{pmatrix} b^1 \\ b^2 \\ b^3 \end{pmatrix}$ bzgl. $(\mathbf{e}_1, \mathbf{e}_2, \mathbf{e}_3)$, $(a^1, \dots, b^3 \text{ phys. dimensionslos})$.

⁶Man nennt die Zuordnung $\mathbf{p}', \mathbf{v} \longrightarrow (\mathbf{p}', \mathbf{v})$ daher eine (symmetrische) *Bilinearform*.

Daraus folgt insbesondere

$$(\mathbf{v}, \mathbf{v}) = \|\mathbf{v}\|^2$$
 für alle \mathbf{v}

und somit

$$(\mathbf{v}, \mathbf{v}) > 0 \text{ falls } \mathbf{v} \neq 0.$$
 (S3)

2.1.2 Mathematische Betrachtungen

Definition 2.1.1 Unter einem Euklid**ischen** (reellen) **Vektorraum** V versteht man einen reellen Vektorraum V, in dem ein (reelles) **Skalarprodukt** ('metrische Bilinearform') erklärt ist, d.h. eine Zuordnung

$$\underbrace{\mathbf{p}',\mathbf{v}}_{\in V} \longrightarrow \underbrace{\left(\mathbf{p}',\mathbf{v}\right)}_{\in \mathbb{R}},$$

die den Bedingungen (S1) – (S3) aus 2.1.1 genügt (für alle $\mathbf{e}, \mathbf{v}_1, \mathbf{v}_2, \mathbf{v}, \mathbf{v}' \in V$ und $\lambda_1, \lambda_2 \in \mathbb{R}$).

Definition 2.1.2 Eine Basis $\{\mathbf{e}_1, \dots, \mathbf{e}_n\}$ eines n-dimensionalen, Euklidischen (reellen) Vektorraumes V nennt man eine **Orthonormalbasis**, falls sie die Bedingung (ON) aus 2.1.1 erfüllt.

Definition 2.1.3 Zwei Vektoren $\mathbf{v}_1, \mathbf{v}_2$ eines Euklidischen reellen Vektorraumes V nennt man **senkrecht** zueinander (in Zeichen: $\mathbf{v}_1 \perp \mathbf{v}_2$), falls $(\mathbf{v}_1, \mathbf{v}_2) = 0$ gilt. Einen Vektor $\mathbf{v} \in V$ nennt man senkrecht zu einer Teilmenge T von V (in Zeichen: $\mathbf{v} \perp T$), falls $(\mathbf{v}, \mathbf{p}') = 0$ für alle $\mathbf{p}' \in T$ gilt.

Lemma 2.1.4

Gegeben: (i) Euklidischer reeller Vektorraum V

- (ii) Teilmenge T von V
- (iii) Vektor $\mathbf{v} \neq 0$ aus V

Behauptung: $\mathbf{v} \perp T \Longrightarrow \mathbf{v} \perp \mathcal{L}(T) \Longrightarrow \mathbf{v} \notin \mathcal{L}(T)$.

Beweisskizze: Die erste Implikation folgt aus (S1), die zweite (indirekt) aus (S3).

29

Lemma 2.1.5

Gegeben: (i) Euklidischer (reeller) Vektorraum

(ii) endlichdim. Teilraum V' von V

(iii) Orthonormalbasis $\{\mathbf{e}_1, \dots, \mathbf{e}_m\}$ von V'

Behauptung: Zu jedem Vektor $\mathbf{v} \in V$ existiert genau ein Vektor $\mathbf{v}_{\parallel} \in V'$, die sog. (Orthogonal-) **Projektion** von \mathbf{v} auf V', mit $(\mathbf{v} - \mathbf{v}_{\parallel}) \perp V'$. Dieser ist gegeben durch:

$$\mathbf{v}_{\parallel} \stackrel{\mathrm{def}}{=} \sum_{i=1}^{m} \left(\mathbf{e}_{j}, \mathbf{v} \right) \mathbf{e}_{j}$$
 .

Beweis: Der angegebene Vektor \mathbf{v}_{\parallel} besitzt offensichtlich nach (S1) und (S2) die gewünschten Eigenschaften. Sei \mathbf{v}_{\parallel}' ein weiterer solcher Vektor. Dann ist einerseits $\mathbf{v}_{\parallel} - \mathbf{p}_{\parallel}' \in V'$, andererseits nach (S1)

$$\left((\mathbf{v} - \mathbf{p}_{\parallel}') - (\mathbf{v} - \mathbf{v}_{\parallel}) \right) = (\mathbf{v}_{\parallel} - \mathbf{p}_{\parallel}') \perp V'.$$

Nach Lemma 2.1.4 muß dann $\mathbf{v}_{\parallel} - \mathbf{p}_{\parallel}' = 0$, d.h. $\mathbf{v} = \mathbf{p}'$ sein.

Anmerkung: Anwendung von Lemma 2.1.5 auf den Spezialfall V' = V zeigt:

 $\{\mathbf{e}_1,\ldots,\mathbf{e}_n\}$ Orthonormalbasis von V

$$\implies \mathbf{v} = \sum_{\nu=1}^{n} (\mathbf{e}_{\nu}, \mathbf{v}) \, \mathbf{e}_{\nu} \quad \forall \, \mathbf{v} \in V .$$

Folgerung 2.1.6 Jede Orthonormalbasis eines Teilraumes V' eines n-dimensionalen Euklidischen (reellen) Vektorraumes V läßt sich zu einer Orthonormalbasis von V ergänzen.

Beweis: Der Fall V'=V ist trivial. Sei also $V'\neq V$. Dann existiert ein $\mathbf{v}\in V\setminus V'$ und dafür ist nach Lemma 2.1.5

$$\mathbf{e}_{m+1} \stackrel{\text{def}}{=} \frac{\mathbf{v} - \mathbf{v}_{\parallel}}{\|\mathbf{v} - \mathbf{v}_{\parallel}\|} \perp V'.$$

Falls also $\{\mathbf{e}_1,\ldots,\mathbf{e}_m\}$ Orthonormalbasis von V' ist, so ist $\{\mathbf{e}_1,\ldots,\mathbf{e}_{m+1}\}$ Orthonormalbasis von

$$V'' \stackrel{\text{def}}{=} \mathcal{L}\left(V' \cup \{\mathbf{e}_{m+1}\}\right) \subset V$$
.

Falls $V'' \neq V$, dann existiert nach dem gleichen Argument ein \mathbf{e}_{m+2} , für das $\{\mathbf{e}_1, \dots, \mathbf{e}_{m+2}\}$ Orthonormalbasis von

$$V''' \stackrel{\text{def}}{=} \mathcal{L}\left(V' \cup \{\mathbf{e}_{m+2}\}\right)$$

ist. Nach n-m solchen Schritten ergibt sich entspr
. Lemma 1.2.6 die gesuchte Orthonormalbasis von V. \blacksquare

Lemma 2.1.7

Gegeben: (i) endlichdim., Euklid. (reeller) Vektorraum V

(ii) Orthonormalbasis $\{\mathbf{e}_1, \dots, \mathbf{e}_n\}$ von V

(iii) Vektoren $\mathbf{v}_1, \mathbf{v}_2 \in V$

Behauptung: Mit

$$v_j^k \stackrel{\text{def}}{=} (\mathbf{e}_k, \mathbf{v}_j)$$
 für $j = 1, 2$ und $k = 1, \dots, n$

gilt in der Spalten-Schreibweise bzgl. $(\mathbf{e}_1, \dots, \mathbf{e}_n)$

$$\mathbf{v}_j = \begin{pmatrix} v_j^1 \\ \vdots \\ v_j^n \end{pmatrix} \quad \text{für } j = 1, 2$$

und

$$(\mathbf{v}_1, \mathbf{v}_2) = v_1^1 v_2^1 + v_1^2 v_2^2 + \ldots + v_1^n v_2^n.$$

In der Spalten-Schreibweise bzgl. einer Orthonormalbasis haben also alle Eu-KLID**ischen** (reellen) Vektorräume gleicher **endlicher** Dimension die gleiche Struktur!

Definition 2.1.8 Als (Euklidische) **Norm** des Vektors **v** eines Euklidischen (reellen) Vektorraumes bezeichnet man die reelle Zahl⁷

$$\|\mathbf{v}\| \stackrel{\mathrm{def}}{=} \sqrt{(\mathbf{v},\mathbf{v})}$$
 .

Lemma 2.1.9

Gegeben: (i) Euklid. reeller Vektorraum V

(ii)
$$\mathbf{v}_1, \mathbf{v}_2 \in V$$

. Version vom 26. März 2009 ____

⁷Vgl. 2.1.1. Eine Euklidische Norm ||.|| erfüllt stets die sog. Parallelogrammgleichung

$$\|\mathbf{v}_1\|^2 + \|\mathbf{v}_2\|^2 = \frac{1}{2} \left(\|\mathbf{v}_1 + \mathbf{v}_2\|^2 + \|\mathbf{v}_1 - \mathbf{v}_2\|^2 \right)$$

und bestimmt das zugehörige innere Produkt des reellen Vektorraumes V gemäß

$$(\mathbf{v}_1, \mathbf{v}_2) = \frac{1}{2} (\|\mathbf{v}_1 + \mathbf{v}_2\|^2 - \|\mathbf{v}_1 - \mathbf{v}_2\|^2).$$

31

Behauptung: Es gelten der Satz von Pythagoras⁸

$$\mathbf{v}_1 \perp \mathbf{v}_2 \Longrightarrow \|\mathbf{v}_1 + \mathbf{v}_2\|^2 = \|\mathbf{v}_1\|^2 + \|\mathbf{v}_2\|^2$$
,

die Dreiecksungleichung

$$\|\mathbf{v}_1 + \mathbf{v}_2\| \le \|\mathbf{v}_1\| + \|\mathbf{v}_2\|$$

und die Schwarzsche Ungleichung⁹

$$|(\mathbf{v}_1, \mathbf{v}_2)| \le ||\mathbf{v}_1|| \, ||\mathbf{v}_2||$$
.

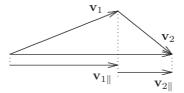
In den beiden Ungleichungen gilt das Gleichheitszeichen genau dann, wenn $\mathbf{v}_1, \mathbf{v}_2$ linear abhängig sind.

Beweisskizze:

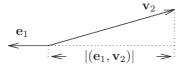
Zum Satz von Pythagoras:

$$\|\mathbf{v}_1 + \mathbf{v}_2\|^2 = \|\mathbf{v}_1\|^2 + \|\mathbf{v}_2\|^2 + (\mathbf{v}_1, \mathbf{v}_2) + (\mathbf{v}_2, \mathbf{v}_1)$$
 für bel. $\mathbf{v}_1, \mathbf{v}_2 \in V$.

Zur Dreiecksungleichung:



Zur Schwarzschen Ungleichung:



Abschließende Bemerkung: Im Sinne von 1.1.5 verwendet man für beliebige räumliche Translationen $\mathbf{x}_1, \mathbf{x}_2$ und bel. physikalische Einheiten E_1, E_2 oft zweckmäßig das physikalische innere Produkt

$$(\mathbf{x}_1 E_1) \cdot (\mathbf{x}_2 E_2) \stackrel{\text{def}}{=} (\mathbf{x}_1, \mathbf{x}_2) E_1 E_2 (\text{Längeneinheit})^2$$

_____ Version vom 26. März 2009 _____

⁸Die Umkehrung des Satzes von Pythagoras gilt zwar in reellen, nicht aber in komplexen Vektorräumen mit Skalararprodukt.

⁹Aus der Schwarzschen Ungleichung folgt, daß zu je zwei Vektoren $\mathbf{v}_1, \mathbf{v}_2 \in V$ jeweils genau ein Winkel $\alpha \in [0, \pi]$ existiert mit $(\mathbf{v}_1, \mathbf{v}_2) = \|\mathbf{v}_1\| \|\mathbf{v}_2\| \cos \alpha$. Aber nur für das natürliche Skalarprodukt physikalischer Dreier-Vektoren gilt $\alpha = \angle \mathbf{v}_1, \mathbf{v}_2$.

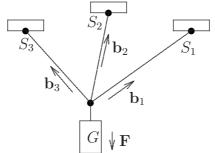
anstelle des mathematischen $(\mathbf{x}_1, \mathbf{x}_2)$. Dann hat z.B.¹⁰

$$\mathbf{v} \cdot \mathbf{F} = |\mathbf{v}| \cdot |\mathbf{F}| \cos \angle \mathbf{x}, \mathbf{F}$$

die physikalische Dimension 'Leistung', falls ${\bf v}$ eine Geschwindigkeit und ${\bf F}$ eine Kraft ist.

2.1.3 Seilspannungen (allgemeiner Fall)

Aufgabe: Ein Gewicht G hänge an drei Seilen, die in Richtung der linear unabhängigen (physikalisch dimensionslosen) Einheitsvektoren $\mathbf{b}_1, \mathbf{b}_2, \mathbf{b}_3$ gespannt seien:



Man bestimme die entspr
. Seilspannungen in Abhängigkeit von der Schwerkraft \mathbf{F} , die auf G wirkt.

Lösung: Wegen

$$\mathbf{F}_j \stackrel{\text{def}}{=} |\mathbf{F}_j| \mathbf{b}_j = \text{Kraft, die } S_j \text{ auf } G \text{ ausübt,}$$

lautet die Gleichgewichtsbedingung:

$$\mathbf{F} + |\mathbf{F}_1| \, \mathbf{b}_1 + |\mathbf{F}_2| \, \mathbf{b}_2 + |\mathbf{F}_3| \, \mathbf{b}_3 = 0$$
.

Insbesondere gilt also

$$\mathbf{e}_3 \cdot \mathbf{F} + |\mathbf{F}_1| \, \mathbf{e}_3 \cdot \mathbf{b}_1 + |\mathbf{F}_2| \, \mathbf{e}_3 \cdot \mathbf{b}_2 + |\mathbf{F}_3| \, \mathbf{e}_3 \cdot \mathbf{b}_3 = 0 \quad \forall \, \mathbf{e}_3$$

und somit

$$|\mathbf{F}_3| = -\frac{\mathbf{e}_3 \cdot \mathbf{F}}{\mathbf{e}_3 \cdot \mathbf{b}_3}, \quad \text{falls } \mathbf{e}_3 \cdot \mathbf{b}_1 = \mathbf{e}_3 \cdot \mathbf{b}_2 = 0 \neq \mathbf{e}_3 \cdot \mathbf{b}_3.$$
 (2.1)

 $^{^{10}}$ Es ist also eigentlich das (gewählte) **mathematische** innere Produkt, das von der Wahl der physikalischen Einheiten abhängt.

Ein geeignetes \mathbf{e}_3 erhält man z.B., indem man zunächst eine Orthonormalbasis $\{\mathbf{e}_1, \mathbf{e}_2\}$ von $\mathcal{L}(\{\mathbf{b}_1, \mathbf{b}_2\})$ wählt und diese dann zu einer Orthonormalbasis $\{\mathbf{e}_1, \mathbf{e}_2, \mathbf{e}_3\}$ des \mathbb{R}^3 erweitert:¹¹

$$\begin{aligned} \mathbf{e}_1 & \stackrel{\text{def}}{=} & \mathbf{b}_1 \,, \\ \mathbf{e}_2 & \stackrel{\text{def}}{=} & \frac{\mathbf{b}_2 - (\mathbf{e}_1 \cdot \mathbf{b}_2) \, \mathbf{e}_1}{|\mathbf{b}_2 - (\mathbf{e}_1 \cdot \mathbf{b}_2) \, \mathbf{e}_1|} \,, \\ \mathbf{e}_3 & \stackrel{\text{def}}{=} & \frac{\mathbf{b}_3 - (\mathbf{e}_1 \cdot \mathbf{b}_3) \, \mathbf{e}_1 - (\mathbf{e}_2 \cdot \mathbf{b}_3) \, \mathbf{e}_2}{|\mathbf{b}_3 - (\mathbf{e}_1 \cdot \mathbf{b}_3) \, \mathbf{e}_1 - (\mathbf{e}_2 \cdot \mathbf{b}_3) \, \mathbf{e}_2|} \,. \end{aligned}$$

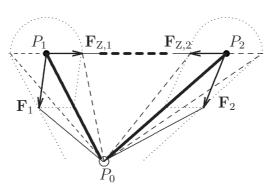
Die Spannung $|\mathbf{F}_3|$ von Seil S_3 ergibt sich nun durch Einsetzen in (2.1). Die übrigen Seilspannungen ergeben sich schließlich aus der resultierenden Formel durch Permutation der Indizes 1,2,3.

Wir verzichten auf eine explizite Angabe der Lösung, da sich $\mathbf{b}^3 \stackrel{\text{def}}{=} \frac{\mathbf{e}_3}{\mathbf{e}_3 \cdot \mathbf{b}_3}$ mithilfe des Vektorproduktes in vereinfachter Form ergeben wird.

2.2 Das Vektorprodukt im 3-dim. Euklid. Raum

2.2.1 Motivation (Hebelgesetz)

Aufgabe: Zwei starre masselose Stangen seien im Punkt P_0 frei drehbar gelagert. Die anderen beiden Enden bei P_1, P_2 seien durch eine unendlich starke masselose Feder verbunden:¹³



Welche 'äußeren' Kräfte $\mathbf{F}_1, \mathbf{F}_2$ dürfen in den Punkten P_1, P_2 angreifen, wenn das System in Ruhe bleiben soll?

Version vom 26. März 2009

 $^{^{11}}$ Vgl. Beweis von Folgerung 2.1.6.

 $^{^{12}}$ Das angegebene Verfahren zur Konstruktion der Orthonormalbasis $\{\mathbf{e}_1, \mathbf{e}_2, \mathbf{e}_3\}$ bezeichnet man als SCHMIDT*sches Orthogonalisierungsverfahren*.

 $^{^{13}}$ In der Zeichnung haben \mathbf{F}_1 und \mathbf{F}_2 weder gleiche Richtung noch gleichen Betrag!

Lösung: Da $\mathbf{F}_j + \mathbf{F}_{\mathbf{Z},j}$ in Richtung von P_j nach P_0 (oder entgegengesetzt) zeigen muß und da $|\mathbf{F}_{\mathbf{Z},1}| = |\mathbf{F}_{\mathbf{Z},2}|$ gelten muß, hat im Gleichgewichtsfalle das von $\overrightarrow{P_0P_1}$ und \mathbf{F}_1 aufgespannte Parallelogramm den gleichen Flächeninhalt wie das von $\overrightarrow{P_0P_2}$ und \mathbf{F}_2 aufgespannte. Dabei liegen beide Parallelogramme in einundderselben Ebene. Außerdem müssen die zur Feder parallelen Komponenten von \mathbf{F}_1 und \mathbf{F}_2 entgegengesetzt gerichtet sein.

All das läßt sich zusammenfassen in der Aussage:

Gleichgewicht
$$\iff \overrightarrow{P_0P_1} \times \mathbf{F}_1 + \overrightarrow{P_0P_2} \times \mathbf{F}_2 = 0$$
.

Dabei ist das $physikalische\ Vektorprodukt\ imes$ durch

$$(\mathbf{x}_1 E_1) \times (\mathbf{x}_2 E_2) \stackrel{\text{def}}{=} [\mathbf{x}_1, \mathbf{x}_2] E_1 E_2$$
 Längeneinheit

für bel. räuml. Transl. $\mathbf{x}_1, \mathbf{x}_2$ und bel. phys. Einheiten E_1, E_2

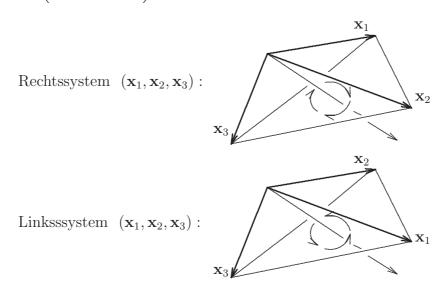
mithilfe des *mathematischen Vektorproduktes* $[\cdot, \cdot]$ definiert, das seinerseits (anschaulich) durch folgende vier Bedingungen charakterisiert ist: 14

$$\mathbf{x}_1, \mathbf{x}_2 \in V \Longrightarrow [\mathbf{x}_1, \mathbf{x}_2] \in V,$$
 (2.2)

$$[\mathbf{x}_1, \mathbf{x}_2] \perp \mathbf{x}_1, \mathbf{x}_2, \tag{2.3}$$

$$\|[\mathbf{x}_1, \mathbf{x}_2]\|$$
 (Längeneinh.)² = Fläche d. v. \mathbf{x}_1 u. \mathbf{x}_2 aufgesp. Parallelogr., (2.4)

$$(\mathbf{x}_1, \mathbf{x}_2, [\mathbf{x}_1, \mathbf{x}_2])$$
 Rechtssystem, falls $\mathbf{x}_1, \mathbf{x}_2$ lin. unabh. (2.5)



Version vom 26. März 2009

$$|\mathbf{x} \times \mathbf{F}| = |\mathbf{x}| \cdot |\mathbf{F}| \cdot |\sin \angle \mathbf{x}, \mathbf{F}|$$
.

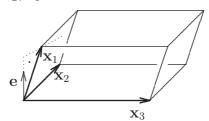
¹⁴Es gilt also z.B.:

2.2.2 Bestimmung des Vektorproduktes

Durch Kombination von Skalar- und Vektorprodukt ergibt sich das sog. Spatprodukt. Für dieses gemischte Produkt gilt offenbar¹⁵

$$\mathbf{x}_1 \cdot (\mathbf{x}_2 \times \mathbf{x}_3) = \sigma_{\mathbf{x}_1, \mathbf{x}_2, \mathbf{x}_3}$$
 Volumen des entspr. Spats (2.6)

für bel. räuml. Transl. $\mathbf{x}_1, \mathbf{x}_2, \mathbf{x}_3$:



Dabei ist

$$\sigma_{\mathbf{x}_1,\mathbf{x}_2,\mathbf{x}_3} \stackrel{\text{def}}{=} \begin{cases} +1 & \text{falls } (\mathbf{x}_1,\mathbf{x}_2,\mathbf{x}_3) \text{ ein Rechtssystem ist,} \\ -1 & \text{sonst.} \end{cases}$$

Nach (2.6) ist anschaulich sofort klar, daß

$$\mathbf{x}_1 \cdot (\mathbf{x}_2 \times \mathbf{x}_3) = \mathbf{x}_2 \cdot (\mathbf{x}_3 \times \mathbf{x}_1) = \mathbf{x}_3 \cdot (\mathbf{x}_1 \times \mathbf{x}_2) \tag{2.7}$$

für bel. räuml. Transl. $\mathbf{x}_1, \mathbf{x}_2, \mathbf{x}_3$ gilt. Mit (S1) und (S2) folgt daraus

$$\mathbf{x} \cdot ((\alpha \mathbf{a} + \beta \mathbf{b}) \times \mathbf{c}) = \alpha \mathbf{x} \cdot (\mathbf{a} \times \mathbf{c}) + \beta \mathbf{x} \cdot (\mathbf{b} \times \mathbf{c})$$

für bel. räuml. Transl. $\mathbf{x}, \mathbf{a}, \mathbf{b}$ und bel. reelle α, β . Mit Lemma 2.1.7 folgt daraus die Linearitätseigenschaft

$$[\alpha \mathbf{a} + \beta \mathbf{b}, \mathbf{c}] = \alpha[\mathbf{a}, \mathbf{c}] + \beta[\mathbf{b}, \mathbf{c}].$$
 (K1)

Direkt anschaulich klar sind die Beziehungen

$$[\mathbf{a}, \mathbf{b}] = -[\mathbf{b}, \mathbf{a}] \tag{K2}$$

 und^{16}

$$\begin{bmatrix}
[\mathbf{e}_{2}, \mathbf{e}_{3}] &= \mathbf{e}_{1} \\
[\mathbf{e}_{3}, \mathbf{e}_{1}] &= \mathbf{e}_{2} \\
[\mathbf{e}_{1}, \mathbf{e}_{2}] &= \mathbf{e}_{3} \\
[\mathbf{e}_{j}, \mathbf{e}_{j}] &= 0
\end{bmatrix}$$
für jedes orthonormale
Rechtssystem $(e_{1}, \mathbf{e}_{2}, \mathbf{e}_{3})$.
$$(K3)$$

Version vom 26. März 2009

¹⁵Mit dem dimensionslosen Einheitsvektor $\mathbf{e} \stackrel{\text{def}}{=} \frac{\mathbf{x}_2 \times \mathbf{x}_3}{|\mathbf{x}_2 \times \mathbf{x}_3|}$ ergibt sich für die Höhe $h = \mathbf{x}_1 \cdot \mathbf{e}$. Nach (2.4) ist die Grundfläche $|\mathcal{S}| = |\mathbf{x}_2 \times \mathbf{x}_3|$. Für das Volumen $h|\mathcal{S}|$ ergibt sich damit (2.6).

 $^{^{16}}$ Aus mathematischer Sicht sind Rechtssysteme vor Linkssystemen nicht grundsätzlich ausgezeichnet. Deshalb müßte man präzise folgendermaßen vorgehen: Man wählt ein Orthonormalsystem willkürlich heraus, erklärt dieses zum Rechtssystem und definiert die Vektorprodukte dafür gemäß (K3). Durch (K1) und (K2) wird dann diese Definition für beliebige Vektoren erweitert. Für das so definierte Skalarprodukt ist dann $(\mathbf{x}_1, \mathbf{x}_2, \mathbf{x}_3)$ definitionsgemäß genau dann ein Rechtssystem, wenn $\mathbf{x}_1 \cdot (\mathbf{x}_2 \times \mathbf{x}_3) > 0$ ist. Damit gelten (K3) und (2.8) für alle orthonormalen Rechtssysteme (Beweis als Übungsvorschlag).

Aus (K1-3) ergibt sich für jedes orthonormale Rechtssystem $\{e_1, e_2, e_3\}$ von V und beliebige $\mathbf{a}, \mathbf{b} \in V$:

$$\mathbf{a} = \begin{pmatrix} a^1 \\ a^2 \\ a^3 \end{pmatrix}, \ \mathbf{b} = \begin{pmatrix} b^1 \\ b^2 \\ b^3 \end{pmatrix} \Longrightarrow [\mathbf{a}, \mathbf{b}] = \begin{pmatrix} a^2b^3 - a^3b^2 \\ a^3b^1 - a^1b^3 \\ a^1b^2 - a^2b^1 \end{pmatrix} \quad \text{bzgl. } (e_1, \mathbf{e}_2, \mathbf{e}_3) \ . \tag{2.8}$$

Falls die $\mathbf{e}_1, \mathbf{e}_2, \mathbf{e}_3$ physikalisch dimensionslos sind, gilt (2.8) für beliebige physikalische 3-er Vektoren \mathbf{a}, \mathbf{b} mit dem physikalischen Vektorprodukt $\mathbf{a} \times \mathbf{b}$ anstelle des mathematischen Vektorprodukts $[\mathbf{a}, \mathbf{b}]$.

2.2.3 Drehmomentbilanzen

Nach dem Ergebnis der Aufgabe von 2.2.1 ist für die Wirkung einer Kraft durchaus wesentlich, in welchem Punkte sie angreift! Falls eine Kraft \mathbf{F} im Punkt P angreift, den man von P_0 aus durch die räumliche Translation \mathbf{x} erreicht, nennt man

$$\mathbf{M} \stackrel{\mathrm{def}}{=} \mathbf{x} \times \mathbf{F}$$

das von **F** bzgl. P_0 erzeugte **Drehmoment**¹⁷.

 $\mathbf{Merkhilfe}$ für die Reihenfolge der Vektoren \mathbf{x} , \mathbf{F} :

Erst muß der ${\bf x}$ entsprechende Hebelarm vorhanden sein, bevor man daran die Kraft ${\bf F}$ ausüben kann.

Streng genommen bildet die Menge aller Drehmomente einen neuen Vektorraum, der jedoch in natürlicher Weise entspr. 1.1.5 demjenigen der räumlichen Translationen zugeordnet ist.

Das Ergebnis der Aufgabe aus 2.2.1 macht folgende Erfahrungstatsache verständlich:

Ein starrer Körper kann nur dann im Ruhezustand verharren, wenn

- 1. die Vektorsumme aller am Körper angreifenden (äußeren) Kräfte verschwindet und
- 2. die Vektorsumme aller (äußeren) Drehmomente für jeden Bezugspunkt P_0 verschwindet.

(Bzgl. der Aufteilung in äußere und innere Kräfte vgl. 3.4.3)

Anmerkung: Der allgemeinste Bewegungszustand, der beiden Bedingungen genügt, ist derjenige des sog. *kräftefreien Kreisels*, der erst in der Vorlesung *Theoretische Physik I: Klassische Mechanik* behandelt wird; siehe Kapitel 2 von (Lücke, mech).

Es gilt nämlich:

Lemma 2.2.1

Gegeben: (i) Punkte $P_0, P'_0, P_1, \dots, P_n$

(ii) Kräfte $\mathbf{F}_1, \dots, \mathbf{F}_n$, die in den Punkten P_1, \dots, P_n angreifen

Behauptung: Im Falle $\mathbf{F}_1 + \ldots + \mathbf{F}_n = 0$ stimmt die Vektorsumme aller Drehmomente bzgl. P_0 mit der Vektorsumme aller Drehmomente bzgl. P_0' überein.

Beweis:¹⁸

$$\sum_{\nu=1}^{n} \left(\overrightarrow{P_0' P_{\nu}} \times \mathbf{F}_{\nu} \right) = \sum_{\nu=1}^{n} \left(\left(\overrightarrow{P_0' P_0} + \overrightarrow{P_0 P_{\nu}} \right) \times \mathbf{F}_{\nu} \right) \\
= \sum_{\nu=1}^{n} \left(\overrightarrow{P_0 P_{\nu}} \times \mathbf{F}_{\nu} \right) + \underbrace{\overrightarrow{P_0' P_0}}_{=0} \times \sum_{\nu=1}^{n} \mathbf{F}_{\nu} .$$

Außerdem gilt:

Lemma 2.2.2

Gegeben: (i) Punkte P_1, \ldots, P_n

(ii) positive Zahlen μ_1, \ldots, μ_n

Behauptung: Es existiert genau ein Punkt P_s, mit folgender Eigenschaft:

Für bel. P_0 , \mathbf{F} stimmt die Vektorsumme der Drehmomente bzgl. P_0 , die die in den Punkten P_{ν} angreifenden Kräfte $\mathbf{F}_{\nu} \stackrel{\text{def}}{=} \mu_{\nu} \mathbf{F}$ erzeugen, mit dem Drehmoment bzgl. P_0 überein, das eine in P_s angreifende Kraft $\mathbf{F}_{\text{ges}} \stackrel{\text{def}}{=} (\mu_1 + \ldots + \mu_n) \mathbf{F}$ erzeugen würde.

Beweisskizze: Die Vektorsumme der Drehmomente der \mathbf{F}_j bzgl. eines beliebig vorgegebenen P_0 ist

$$\sum_{\nu=1}^{n} \left(\overrightarrow{P_0 P_{\nu}} \times \mu_{\nu} \mathbf{F} \right) = \left(\sum_{\nu=1}^{n} \frac{\mu_{\nu} \overline{P_0 P_{\nu}}}{\mu_1 + \ldots + \mu_n} \right) \times (\mu_1 + \ldots + \mu_n) \mathbf{F}.$$

____ Version vom 26. März 2009 _____

 $^{^{18}{\}rm Mit}\ \overrightarrow{P_1P_2}$ bezeichnen wir jeweils die räumliche Translation, die von P_1 nach P_2 führt.

Bzgl. P_0 ist P_s also durch

$$\overrightarrow{P_0P_s} = \frac{\mu_1 \overrightarrow{P_0P_1} + \ldots + \mu_n \overrightarrow{P_0P_n}}{\mu_1 + \ldots + \mu_n}$$
(2.9)

festgelegt. Für einen beliebig vorgegebenen anderen Bezugspunkts P_0^\prime gilt entsprechend

$$\overrightarrow{P_0'P_s} = \frac{\mu_1\overrightarrow{P_0'P_1} + \ldots + \mu_n\overrightarrow{P_0'P_n}}{\mu_1 + \ldots + \mu_n}$$

$$= \frac{\mu_1\left(\overrightarrow{P_0'P_0} + \overrightarrow{P_0P_1}\right) + \ldots + \mu_n\left(\overrightarrow{P_0'P_0} + \overrightarrow{P_0P_1}\right)}{\mu_1 + \ldots + \mu_n}$$

$$= \frac{(\mu_1 + \ldots + \mu_n)\overrightarrow{P_0'P_0} + \mu_1\overrightarrow{P_0P_1} + \ldots + \mu_n\overrightarrow{P_0P_n}}{\mu_1 + \ldots + \mu_n}$$

$$\stackrel{=}{\underset{(2.9)}{\longrightarrow}} \overrightarrow{P_0'P_0} + \overrightarrow{P_0P_s}.$$

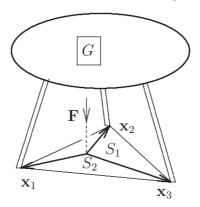
 $P_{\rm s}$ hängt also nicht vom Bezugspunkt P_0 ab.

Lemma 2.2.2 macht folgende Erfahrungstatsache verständlich:

Jeder starre Körper besitzt genau einen Punkt, den sog. $Schwerpunkt P_s$, in dem man sich die gesamte, von einem homogenen Schwerefeld erzeugte, Schwerkraft angreifend denken kann.

2.2.4 Anwendungsbeispiel (Dreibeiniger Tisch)

Aufgabe: Ein Gewicht G stehe auf einem dreibeinigen Tisch:



Unter Vernachlässigung des Eigengewichts des Tisches¹⁹ bestimme man die Auflagekräfte der drei Tischbeine.

Lösung: Mit den Bezeichnungen

lauten die Gleichgewichtsbedingungen nach 2.2.3:

$$\mathbf{F} + \mathbf{F}_1 + \mathbf{F}_2 + \mathbf{F}_3 = 0, \qquad (2.10)$$

$$\mathbf{x}_1 \times \mathbf{F}_1 + \mathbf{x}_2 \times \mathbf{F}_2 + \mathbf{x}_3 \times \mathbf{F}_3 = 0. \tag{2.11}$$

Aus (2.11) ergibt sich nach innerer Multiplikation mit \mathbf{x}_3 aufgrund der Zyklizität des Spatproduktes

$$\mathbf{F}_1\cdot(\mathbf{x}_3\times\mathbf{x}_1)+\mathbf{F}_2\cdot(\mathbf{x}_3\times\mathbf{x}_2)=0\,.$$

Für die Auflagekräfte

$$F_j^{\parallel} \stackrel{\text{def}}{=} -\frac{\mathbf{F}}{|\mathbf{F}|} \cdot \mathbf{F}_j$$

gilt also

$$F_1^{\parallel} S_2 - F_2^{\parallel} S_1 = 0$$

und somit

$$F_2^{\parallel} = \frac{S_2}{S_1} \, F_1^{\parallel} \,,$$

wobei die S_j die Dreiecksflächen gemäß obiger Skizze bezeichnen. Analog ergibt sich

$$F_3^{\parallel} = \frac{S_3}{S_1} F_1^{\parallel}.$$

Da außerdem nach (2.10)

$$F_1^{\parallel} + F_2^{\parallel} + F_3^{\parallel} = |\mathbf{F}|$$

gilt, erhalten wir schließlich das plausible Ergebnis

$$F_j^{\parallel} = \frac{S_j}{S_1 + S_2 + S_3} |\mathbf{F}|$$

zunächst für j=1 und somit, aufgrund der Irrelevanz der Wahl der Numerierung, auch für j=2,3.

2.3 Nützliche Formeln

2.3.1Teilzusammenfassung

Bzgl. eines orthonormierten Rechtssystems²⁰ ($\mathbf{e}_1, \mathbf{e}_2, \mathbf{e}_3$) ohne physikalische Dimension gelten folgende Gleichungen:

$$\mathbf{a} = (\mathbf{a} \cdot \mathbf{e}_1) \, \mathbf{e}_1 + (\mathbf{a} \cdot \mathbf{e}_2) \, \mathbf{e}_2 + (\mathbf{a} \cdot \mathbf{e}_3) \, \mathbf{e}_3 = \begin{pmatrix} a^1 \\ a^2 \\ a^3 \end{pmatrix} \quad \text{mit } a^j \stackrel{\text{def}}{=} \mathbf{a} \cdot \mathbf{e}_j \,, \tag{2.12}$$

$$\alpha \begin{pmatrix} a^1 \\ a^2 \\ a^3 \end{pmatrix} + \beta \begin{pmatrix} b^1 \\ b^2 \\ b^3 \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} \alpha a^1 + \beta b^1 \\ \alpha a^2 + \beta b^2 \\ \alpha a^3 + \beta b^3 \end{pmatrix}, \qquad (2.13)$$

$$\begin{pmatrix} a^1 \\ a^2 \\ a^3 \end{pmatrix} \cdot \begin{pmatrix} b^1 \\ b^2 \\ b^3 \end{pmatrix} = a^1 b^1 + a^2 b^2 + a^3 b^3,$$
 (2.14)

$$\begin{pmatrix} a^1 \\ a^2 \\ a^3 \end{pmatrix} \times \begin{pmatrix} b^1 \\ b^2 \\ b^3 \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} a^2b^3 - a^3b^2 \\ a^3b^1 - a^1b^3 \\ a^1b^2 - a^2b^1 \end{pmatrix}$$
 (2.15)

$$|\mathbf{a}| = \sqrt{\mathbf{a} \cdot \mathbf{a}} = \sqrt{(a^1)^2 + (a^2)^2 + (a^3)^2}.$$
 (2.16)

Unabhängig von der Basis gelten die Beziehungen

$$\mathbf{a} \cdot \mathbf{b} = |\mathbf{a}| \cdot |\mathbf{b}| \cdot \cos \angle \mathbf{a}, \mathbf{b},$$
 (2.17)

$$|\mathbf{a} \times \mathbf{b}| = |\mathbf{a}| \cdot |\mathbf{b}| \cdot |\sin \angle \mathbf{a}, \mathbf{b}|$$
 (2.18)

und:

$$\mathbf{a} \perp \mathbf{b} \Longrightarrow |\mathbf{a} + \mathbf{b}|^2 = |\mathbf{a}|^2 + |\mathbf{b}|^2$$
 PYTHAGORAS, (2.19)
 $|\mathbf{a} + \mathbf{b}| \le |\mathbf{a}| + |\mathbf{b}|$ **Dreiecksungleichung**, (2.20)

$$|\mathbf{a} + \mathbf{b}| \le |\mathbf{a}| + |\mathbf{b}|$$
 Dreiecksungleichung, (2.20)

$$|\mathbf{a} \cdot \mathbf{b}| \le |\mathbf{a}| \cdot |\mathbf{b}|$$
 Schwarz*sche Ungleichung*. (2.21)

2.3.2Mehrfachprodukte

Man beweist leicht die folgenden einfachen Formeln:²¹

$$\mathbf{a} \cdot (\mathbf{a} \times \mathbf{b}) = \mathbf{b} \cdot (\mathbf{a} \times \mathbf{b}) = 0,$$
 (2.22)

Version vom 26. März 2009 ²⁰Die Rechtshändigkeit geht nur in (2.15) ein.

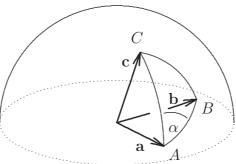
²¹Aufgrund der Zyklizität des Spatproduktes läßt sich (2.24) auf (2.23) zurückführen. Die Rückführbarkeit von (2.25) auf (2.23) ist noch evidenter.

$$\mathbf{a} \times (\mathbf{b} \times \mathbf{c}) = (\mathbf{a} \cdot \mathbf{c}) \mathbf{b} - (\mathbf{a} \cdot \mathbf{b}) \mathbf{c}$$
 Entwicklungssatz²², (2.23)

$$(\mathbf{a} \times \mathbf{b}) \cdot (\mathbf{c} \times \mathbf{d}) = (\mathbf{a} \cdot \mathbf{c})(\mathbf{b} \cdot \mathbf{d}) - (\mathbf{a} \cdot \mathbf{d})(\mathbf{b} \cdot \mathbf{c}), \qquad (2.24)$$

$$(\mathbf{a} \times \mathbf{b}) \times (\mathbf{c} \times \mathbf{d}) = (\mathbf{a} \cdot (\mathbf{c} \times \mathbf{d})) \mathbf{b} - (\mathbf{b} \cdot (\mathbf{c} \times \mathbf{d})) \mathbf{a}.$$
 (2.25)

Für das sphärische Dreieck ABC auf der Kugel (um P_0) mit dem Radius $R = |\mathbf{a}| =$ $|\mathbf{b}| = |\mathbf{c}|$



gilt z.B.²³

$$\cos \alpha = \frac{(\mathbf{a} \times \mathbf{b}) \cdot (\mathbf{a} \times \mathbf{c})}{|\mathbf{a} \times \mathbf{b}| \cdot |\mathbf{a} \times \mathbf{c}|},$$

$$|\sin \alpha| = \frac{|(\mathbf{a} \times \mathbf{b}) \times (\mathbf{a} \times \mathbf{c})|}{|\mathbf{a} \times \mathbf{b}| \cdot |\mathbf{a} \times \mathbf{c}|}.$$
(2.26)

$$|\sin \alpha| = \frac{|(\mathbf{a} \times \mathbf{b}) \times (\mathbf{a} \times \mathbf{c})|}{|\mathbf{a} \times \mathbf{b}| \cdot |\mathbf{a} \times \mathbf{c}|}.$$
 (2.27)

Aus (2.26) z.B. ergibt sich mit (2.24) und (2.17), (2.18) folgende Formel der sphärischen Trigonometrie:

$$\cos \alpha |\sin(\angle \mathbf{a}, \mathbf{b}) \sin(\angle \mathbf{a}, \mathbf{c})| = \cos(\angle \mathbf{b}, \mathbf{c}) - \cos(\angle \mathbf{a}, \mathbf{b}) \cos(\angle \mathbf{a}, \mathbf{c})$$
.

Weitere Formeln dieses Typs findet man z.B. in (Bronstein et al., 2001).

2.3.3 Reziproke Basis und Cramersche Regel

Version vom 26. März 2009

Wenn die Einheitsvektoren \mathbf{e}_i nicht mehr paarweise orthogonal zueinander sind, gilt (2.12) i.a. nicht mehr! Dagegen gilt für jede beliebige Basis $\{\mathbf{b}_1, \mathbf{b}_2, \mathbf{b}_3\}$:

$$\mathbf{a} = (\mathbf{a} \cdot \mathbf{b}^1) \ \mathbf{b}_1 + (\mathbf{a} \cdot \mathbf{b}^2) \ \mathbf{b}_2 + (\mathbf{a} \cdot \mathbf{b}^3) \ \mathbf{b}_3,$$
 (2.28)

 $^{^{22}}$ Nach (K1) und (K2) reicht es offensichtlich, den Entwicklungssatz für $\mathbf{a},\mathbf{b},\mathbf{c} \in \{\mathbf{e}_1,\mathbf{e}_2,\mathbf{e}_2\}$ (orthonormales Rechtssystem) zu überprüfen.

²³Mit $\mathbf{e} \stackrel{\text{def}}{=} \frac{\mathbf{a} \times \mathbf{b}}{|\mathbf{a} \times \mathbf{b}|}, \mathbf{e}' \stackrel{\text{def}}{=} \frac{\mathbf{a} \times \mathbf{c}}{|\mathbf{a} \times \mathbf{c}|}$ gilt nämlich nach (2.17) resp. (2.18) $\cos \alpha = \mathbf{e} \cdot \mathbf{e}'$ resp. $|\sin \alpha| = \frac{\mathbf{e} \cdot \mathbf{e}'}{\mathbf{e} \cdot \mathbf{e}'}$ $|\mathbf{e} \times \mathbf{e}'|$.

wobei $\{\mathbf{b}^1, \mathbf{b}^2, \mathbf{b}^3\}$ die durch²⁴

$$\mathbf{b}^{1} \stackrel{\text{def}}{=} \frac{\mathbf{b}_{2} \times \mathbf{b}_{3}}{\mathbf{b}_{1} \cdot (\mathbf{b}_{2} \times \mathbf{b}_{3})}, \ \mathbf{b}^{2} \stackrel{\text{def}}{=} \frac{\mathbf{b}_{3} \times \mathbf{b}_{1}}{\mathbf{b}_{2} \cdot (\mathbf{b}_{3} \times \mathbf{b}_{1})}, \ \mathbf{b}^{3} \stackrel{\text{def}}{=} \frac{\mathbf{b}_{1} \times \mathbf{b}_{2}}{\mathbf{b}_{3} \cdot (\mathbf{b}_{1} \times \mathbf{b}_{2})}$$
(2.29)

definierte *reziproke Basis* bezeichnet, die offensichtlich die Bedingungen

$$\mathbf{b}_j \cdot \mathbf{b}^k = \begin{cases} 1 & \text{für } j = k, \\ 0 & \text{sonst} \end{cases}$$
 (2.30)

erfüllt — aus denen (2.28) sofort folgt; zur Verallgemeinerung auf n-dimensionale komplexe Vektorräume siehe Aufgabe 16 von (Lücke, eine).

Nach Definition 2.1.2, (2.30) und (K3) gilt:

$$\mathbf{b}^j = \mathbf{b}_j$$
 für $j = 1, 2, 3 \iff \{\mathbf{b}_1, \mathbf{b}_2, \mathbf{b}_3\}$ dimensionslose Orthonormalbasis. (2.31)

Nach (2.29) und (2.25) gilt außerdem

$$\mathbf{b}^1 \cdot \left(\mathbf{b}^2 \times \mathbf{b}^3 \right) = \frac{1}{\mathbf{b}_1 \cdot \left(\mathbf{b}_2 \times \mathbf{b}_3 \right)},$$

insbesondere also nach (2.6):

$$(\mathbf{b}^1, \mathbf{b}^2, \mathbf{b}^3)$$
 Rechtssystem $\iff (\mathbf{b}_1, \mathbf{b}_2, \mathbf{b}_3)$ Rechtssystem.

(2.28) gibt die Lösung des (im Prinzip bereits in 2.1.3 gelösten) Problems der Entwicklung eines beliebigen Vektors \mathbf{a} nach einer beliebig vorgegebenen Basis $\{\mathbf{b}_1, \mathbf{b}_2, \mathbf{b}_3\}$ in besonders übersichtlicher Weise mithilfe der reziproken Basis an. In der Spaltenschreibweise bzgl. eines orthonormalen **Rechts**systems²⁵ ($\mathbf{e}_1, \mathbf{e}_2, \mathbf{e}_3$) nimmt (2.28) die Form

$$\begin{vmatrix}
a^1 \\
a^2 \\
a^3
\end{vmatrix} = \begin{pmatrix}
b_1^1 & b_2^1 & b_3^1 \\
b_1^2 & b_2^2 & b_3^2 \\
b_1^3 & b_2^3 & b_3^3
\end{pmatrix} \begin{pmatrix}
x^1 \\
x^2 \\
x^3
\end{pmatrix} \stackrel{\text{def}}{=} \begin{pmatrix}
x^1 b_1^1 + x^2 b_2^1 + x^3 b_3^1 \\
x^1 b_1^2 + x^2 b_2^2 + x^3 b_3^2 \\
x^1 b_1^3 + x^2 b_2^3 + x^3 b_3^3
\end{vmatrix} (2.32)$$

an mit

$$x^{1} = \mathbf{a} \cdot \mathbf{b}^{1} = \frac{\mathbf{a} \cdot (\mathbf{b}_{2} \times \mathbf{b}_{3})}{\mathbf{b}_{1} \cdot (\mathbf{b}_{2} \times \mathbf{b}_{3})},$$

$$x^{2} = \mathbf{a} \cdot \mathbf{b}^{2} = \frac{\mathbf{b}_{1} \cdot (\mathbf{a} \times \mathbf{b}_{3})}{\mathbf{b}_{1} \cdot (\mathbf{b}_{2} \times \mathbf{b}_{3})},$$

$$x^{3} = \mathbf{a} \cdot \mathbf{b}^{3} = \frac{\mathbf{b}_{1} \cdot (\mathbf{b}_{2} \times \mathbf{a})}{\mathbf{b}_{1} \cdot (\mathbf{b}_{2} \times \mathbf{b}_{3})}.$$

$$(2.33)$$

Version vom 26. März 2009 🕳

²⁴Die drei Definitionen unterscheiden sich nur durch zyklische Permutation der Indizes 1,2,3.

²⁵Diese Voraussetzung ist wichtig für die folgende Gleichung (2.34).

Daraus erkennt man, daß (2.28) für **linear unabhängige** \mathbf{b}_1 , \mathbf{b}_2 , \mathbf{b}_3 auch die Lösung, nämlich (2.33), des Gleichungssystems (2.32) mit den drei Unbekannten x^1, x^2, x^3 angibt.²⁶

Mit der allgemeinen Definition²⁷

$$\det \begin{pmatrix} a^{1} & b^{1} & c^{1} \\ a^{2} & b^{2} & c^{2} \\ a^{3} & b^{3} & c^{3} \end{pmatrix} \stackrel{\text{def}}{=} \mathbf{a} \cdot (\mathbf{b} \times \mathbf{c})$$

$$= \begin{cases} a^{1}b^{2}c^{3} + b^{1}c^{2}a^{3} + c^{1}a^{2}b^{3} \\ -a^{1}c^{2}b^{3} - b^{1}a^{2}c^{3} - c^{1}b^{2}a^{3} \end{cases}$$
(2.34)

nimmt (2.33) die Form der sog. Cramersch*en Regel* and

$$x^{1} = \frac{\det \begin{pmatrix} a^{1} & b_{2}^{1} & b_{3}^{1} \\ a^{2} & b_{2}^{2} & b_{3}^{2} \\ a^{3} & b_{2}^{3} & b_{3}^{3} \end{pmatrix}}{\det \begin{pmatrix} b_{1}^{1} & b_{2}^{1} & b_{3}^{1} \\ b_{1}^{2} & b_{2}^{2} & b_{3}^{2} \\ b_{1}^{3} & b_{2}^{3} & b_{3}^{3} \end{pmatrix}}, \quad x^{2} = \frac{\det \begin{pmatrix} b_{1}^{1} & a^{1} & b_{3}^{1} \\ b_{1}^{2} & a_{2}^{2} & b_{3}^{2} \\ b_{1}^{3} & a^{3} & b_{3}^{3} \end{pmatrix}}{\det \begin{pmatrix} b_{1}^{1} & b_{2}^{1} & b_{3}^{1} \\ b_{1}^{2} & b_{2}^{2} & b_{3}^{2} \\ b_{1}^{3} & b_{2}^{3} & b_{3}^{3} \end{pmatrix}}, \quad x^{3} = \frac{\det \begin{pmatrix} b_{1}^{1} & b_{2}^{1} & a^{1} \\ b_{1}^{2} & b_{2}^{2} & a^{2} \\ b_{1}^{3} & b_{2}^{3} & a^{3} \end{pmatrix}}{\det \begin{pmatrix} b_{1}^{1} & b_{1}^{1} & b_{1}^{1} & b_{1}^{1} \\ b_{1}^{2} & b_{2}^{2} & b_{3}^{2} \\ b_{1}^{3} & b_{2}^{3} & b_{3}^{3} \end{pmatrix}}.$$

2.3.4 Komplexe Zahlen

Der Körper der komplexen Zahlen läßt sich als ein reeller Euklidischer Vektorraum \mathbb{C} der Dimension 2 auffassen, in dem eine (physikalisch dimensionslose) Orthonormalbasis $\{\mathbf{e}_1, \mathbf{e}_2\}$ ausgezeichnet und dazu zusätzlich die komplexe Multiplikation

$$(x_1 \mathbf{e}_1 + y_1 \mathbf{e}_2)(x_2 \mathbf{e}_1 + y_2 \mathbf{e}_2) \stackrel{\text{def}}{=} (x_1 x_2 - y_1 y_2) \mathbf{e}_1 + (x_1 y_2 + x_2 y_1) \mathbf{e}_2$$

erklärt ist. Dann benutzt man für die Vektoren auch die Schreibweise

$$x + iy \stackrel{\text{def}}{=} x \mathbf{e}_1 + y \mathbf{e}_2 \quad \forall x, y \in \mathbb{R}$$
 (2.35)

und bezeichnet die x+iy als **komplexe Zahlen**. So gesehen ist die komplexe Multiplikation

$$(x_1 + iy_1)(x_2 + iy_2) = (x_1 x_2 - y_1 y_2) + i(x_1 y_2 + x_2 y_1)$$
(2.36)

eine konsistente Verallgemeinerung der Multiplikation von Vektoren mit reellen Zahlen und die Additionsvorschrift für komplexe Zahlen ist:

$$(x_1 + iy_1) + (x_2 + iy_2) = (x_1 + x_2) + i(y_1 + y_2),$$
(2.37)

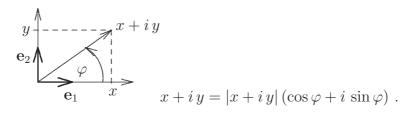
²⁶Bzgl. linear abhängiger **b**₁, **b**₂, **b**₃ siehe z.B. (Campbell und C. D. Meyer, 1991).

 $^{^{27}}$ Man werte $\mathbf{a}\cdot(\mathbf{b}\times\mathbf{c})$ zunächst unter der Voraussetzung aus, daß die \mathbf{e}_j physikalisch dimensionslos sind.

Ein Spezialfall der komplexen Multiplikation ist

$$i^2 \stackrel{\text{def}}{=} i i = -1.$$

Eine nützliche Interpretation der komplexen Multiplikation erhält man durch den Übergang zur Polardarstellung:



Mithilfe der Additionstheoreme

$$\sin(\alpha + \beta) = \sin \alpha \, \cos \beta + \cos \alpha \, \sin \beta \,. \tag{2.38}$$

und

$$\cos(\alpha + \beta) = \cos\alpha \cos\beta - \sin\alpha \sin\beta \tag{2.39}$$

ergibt sich dann

$$\left(e^{\lambda_{1}}\left(\cos\varphi_{1}+i\sin\varphi_{1}\right)\right)\left(e^{\lambda_{2}}\left(\cos\varphi_{2}+i\sin\varphi_{2}\right)\right)
= e^{\lambda_{1}}e^{\lambda_{2}}\left(\left(\cos\varphi_{1}\cos\varphi_{2}-\sin\varphi_{1}\sin\varphi_{2}\right)+i\left(\cos\varphi_{1}\sin\varphi_{2}+\sin\varphi_{1}\cos\varphi_{2}\right)\right)
= e^{\lambda_{1}}e^{\lambda_{2}}\left(\cos\left(\varphi_{1}+\varphi_{2}\right)+i\sin\left(\varphi_{1}+\varphi_{2}\right)\right) \quad \forall \lambda_{1},\lambda_{2},\varphi_{2},\varphi_{2} \in \mathbb{R}.$$
(2.40)

Daraus erkennt man:

Die komplexe Multiplikation von z_2 mit $z_1 = |z_1| e^{i\varphi_1}$ wirkt sich auf den z_2 entsprechenden Vektor folgendermaßen aus:

1. Er wird um den Winkel

$$\arg(z_1) \stackrel{\text{def}}{=} \varphi_1 \mod 2\pi \tag{2.41}$$

gedreht²⁸ und

Version vom 26. März 2009

2. seine 'Länge' wird mit dem Faktor $|z_1|$ multipliziert.

²⁸Insbesondere die Multiplikation mit *i* bewirkt also eine Drehung um den Winkel $\pi/2$ im mathematisch positiven Sinne (entgegen dem Uhrzeigersinn).

Aus den üblichen Definitionen²⁹

$$e^{z} \stackrel{\text{def}}{=} \sum_{\nu=0}^{\infty} \frac{1}{\nu!} z^{\nu}$$

$$\cos z \stackrel{\text{def}}{=} \sum_{\nu=0}^{\infty} \frac{(-1)^{\nu}}{(2\nu)!} z^{2\nu}$$

$$\sin z \stackrel{\text{def}}{=} \sum_{\nu=0}^{\infty} \frac{(-1)^{\nu}}{(2\nu+1)!} z^{2\nu+1}$$

$$(2.42)$$

ergibt sich die sog. Euler*sche Formel*

$$e^{iz} = \cos z + i \sin z \quad \forall z \in \mathbb{C}$$
 (2.43)

und daraus umgekehrt

$$\cos z = \frac{e^{+iz} + e^{-iz}}{2}, \quad \sin z = \frac{e^{+iz} - e^{-iz}}{2i} \quad \forall z \in \mathbb{C}.$$
 (2.44)

Aus der Definition der **Exponentialfunktion** $\exp(z) = e^z$ folgt außerdem

$$e^{z_1} e^{z_2} = e^{z_1 + z_2} \quad \forall z \in \mathbb{C}$$
 (2.45)

und daraus mit der Eulerschen Formel

$$e^{\lambda} (\cos \varphi + i \sin \varphi) = e^{\lambda + i \varphi} \quad \forall \lambda, \varphi \in \mathbb{R}.$$
(2.46)

Anmerkung: Man beachte, daß aus (2.40) auch unmittelbar aus (2.45) und (2.46) folgt. Mit (2.45) sind also bereits die Additionstheoreme (2.38) und (2.39) erfaßt.

Gemäß (2.46) ist anschaulich klar:

$$e^{i\varphi} = 1 \iff \varphi = 0 \bmod 2\pi \quad \forall \varphi \in \mathbb{R}.$$
 (2.47)

_____ Version vom 26. März 2009 _____

$$\lim_{n \to +\infty} \sup_{n' > n} \sum_{\nu = n}^{n'} |c_{\nu} z^{\nu}| = 0.$$

²⁹Die hier angegebenen Potenzreihen $\sum_{\nu=0}^{\infty} c_{\nu} z^{\nu}$ sind für alle $z \in \mathbb{C}$ absolut konvergent:

Oft werden die Bezeichnungen

$$\begin{array}{lll} \Re(x+i\,y) & \stackrel{\mathrm{def}}{=} & x & \quad \textit{Realteil} \ \mathrm{von} \ x+i\,y \,, \\ \Im(x+i\,y) & \stackrel{\mathrm{def}}{=} & y & \quad \textit{Imagin\"{a}rteil} \ \mathrm{von} \ x+i\,y \,, \\ |x+i\,y| & = & |x\,\mathbf{e}_1+y\,\mathbf{e}_2| & \quad \textit{Betrag} \ \mathrm{von} \ x+i\,y \,, \\ (x+i\,y)^* & \stackrel{\mathrm{def}}{=} & x-i\,y & \quad \mathrm{zu} \ x+i\,y \ \textit{konjugiert} \ \textit{komplexe} \ \mathrm{Zahl} \\ \end{array}$$

(für $x, y \in \mathbb{R}$) und die einfachen Regeln

$$\Re(z) = \frac{z+z^*}{2} = +\Re(z^*),$$
 (2.48)

$$\Im(z) = \frac{z - z^*}{2i} = -\Im(z^*), \qquad (2.49)$$

$$(z^*)^* = z,$$
 (2.50)
 $|z|^2 = z^*z,$ (2.51)

$$|z|^2 = z^* z, (2.51)$$

$$(z_1 z_2)^* = z_1^* z_2^*, (2.52)$$

$$(z_1/z_2)^* = z_1^*/z_2^* = z_1^* \frac{z_2}{|z_2|^2}$$
 (2.53)

sowie

$$\begin{array}{rcl} z_1 \, z_2 & = & z_2 \, z_1 \, , \\ z_1 \, (z_2 + z_3) & = & z_1 \, z_2 \, + \, z_1 \, z_3 \, , \\ |z_1 \, z_2| & = & |z_1| \, |z_2| \, , \\ \arg(z_1 \, z_2) & = & \arg z_1 \arg z_2 \bmod 2\pi \, , \\ |1/z| & = & 1/ \, |z| \, , \\ \arg(z^*) & = & -\arg z \bmod 2\pi = \arg(1/z) \end{array}$$

benuzt. Abschließend sei noch auf folgende Gleichungen hingewiesen:

$$\Re\left((x_1 + iy_1)^* (x_2 + iy_2)\right) = \begin{pmatrix} x_1 \\ y_1 \end{pmatrix} \cdot \begin{pmatrix} x_2 \\ y_2 \end{pmatrix}, \qquad (2.54)$$

$$\Im\left(\left(x_1+i\,y_1\right)^*\left(x_2+i\,y_2\right)\right) = 3.$$
 Komponente von $\begin{pmatrix} x_1\\y_1\\0 \end{pmatrix} \times \begin{pmatrix} x_2\\y_2\\0 \end{pmatrix}$. (2.55)

Warnung: Man beachte, daß e^z mit $z \in \mathbb{C}$ nur eine Kurzschreibweise für $\exp(z)$, den Wert der Exponentialfunktion an der Stelle z ist. Dagegen hat λ^z mit $\lambda \in \mathbb{C} \setminus [0, +\infty)$ i.a. nur für ganzzahliges z eine eindeutige natürliche Definition!

Teil II Vektor-Analysis-Methoden

Kapitel 3

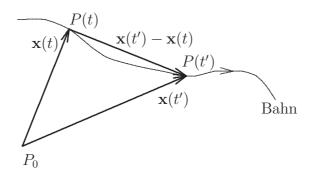
Raumkurven

3.1 Bahnkurve eines Körperpunktes

3.1.1 Beschreibung durch Vektorfunktionen

Problem: Die Position eines (etwa durch einen Farbtupfer) markierten Körperpunktes \underline{P} soll in Abhängigkeit von der Zeit t beschrieben werden.

Beschreibungsverfahren: Man wählt ein festes Bezugssystem, in dem man die Vektorregeln für räumliche Translationen i.w. als gültig ansehen kann. In diesem Bezugssystem wählt man einen festen Bezugspunkt P_0 . Dann beschreibt man den Aufenthaltsort P(t) von \underline{P} zur Zeit t durch Angabe des sog. Ortsvektors $\mathbf{x}(t)$, d.h. durch diejenige räumliche Translation, die von P_0 aus zu diesem Ort führt:



Da ein noch so fein gekennzeichneter Körperpunkt ohnehin kein Punkt im mathematische strengen Sinne ist, wird man in der Praxis die Vektorfunktion $\mathbf{x}(t)$ stetig wählen können, d.h.:

P(t') liegt nahe bei P(t), wenn t' nahe genug bei t liegt.

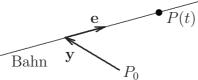
Mathematisch formuliert:

 $\mathbf{x}(t)$ heißt (überall) stetig, falls zu jedem t und zu jedem $\epsilon > 0$ ein $\delta > 0$ existiert mit:

$$|t - t'| < \delta \Longrightarrow |\mathbf{x}(t) - \mathbf{x}(t')| < \epsilon$$
.

3.1.2 Geradlinige Bewegung

Man sagt, \underline{P} führe eine **geradlinige Bewegung** (bzgl. des gewählten Bezugssystems) aus, falls die Positionen von \underline{P} nur mit Punkten einer festliegenden Geraden identifiziert werden:



Das ist (per Def.) genau dann der Fall, wenn $\mathbf{x}(t)$ von der Form

$$\mathbf{x}(t) = \mathbf{y} + f(t)\mathbf{e} , \quad \mathbf{e} \neq 0 , \tag{3.1}$$

ist. Die zugehörige Funktion f(t) nennt man stetig, falls $\mathbf{x}(t)$ stetig ist. Äquivalente Formulierung:

Eine Funktion f(t) heißt (überall) stetig, falls zu jedem t und zu jedem $\epsilon > 0$ ein $\delta > 0$ existiert mit:

$$|t - t'| < \delta \Longrightarrow |f(t) - f(t')| < \epsilon$$
.

Anschauliche Konsequenz der Stetigkeit für die geradlinige Bewegung:

 \underline{P} kann auf dem Wege von P(t) nach P(t') keinen Punkt der Verbindungsstrecke überspringen.

Die exakte Formulierung dieses Sachverhaltes beinhaltet der

Satz 3.1.1 (Zwischenwertsatz)

Gegeben: (i) stetige Funktion f(t)

- (ii) $Zeitpunkte\ t_1, t_2$
- (ii) reelle Zahl f_0 zwischen $f(t_1)$ und $f(t_2)$

Behauptung: Es existiert² ein Zeitpunkt t' zwischen t_1 und t_2 mit $f(t') = f_0$.

Beweisskizze: O.B.d.A. kann $f(t_1) \leq f(t_2)$ angenommen werden. Dafür sieht man leicht, daß

$$t' \stackrel{\text{def}}{=} \inf \left\{ t \in [t_1, t_2] : f(t) \ge f(t') \right\}$$

das kleinste t' mit der gewünschten Eigenschaft ist.

Ganz allgemein sieht man leicht:

Lemma 3.1.2

(i) Ortsvektorfunktion $\mathbf{x}(t)$ Gegeben:

(ii) $Basis \{\mathbf{b}_1, \mathbf{b}_2, \mathbf{b}_3\}$

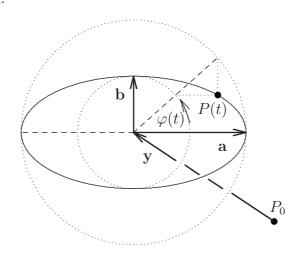
 $\mathbf{x}(t)$ ist genau dann stetig, wenn die drei Funktionen $x^{j}(t)$ der Behauptung: *Darstellung*

$$\mathbf{x}(t) = \begin{pmatrix} x^1(t) \\ x^2(t) \\ x^3(t) \end{pmatrix} bzgl. (\mathbf{b}_1, \mathbf{b}_2, \mathbf{b}_3)$$

stetig sind.

3.1.3 Elliptische Bewegung

Man sagt, \underline{P} führe eine *elliptische Bewegung* ³ (bzgl. des gewählten Bezugssystems) aus, falls die Positionen von \underline{P} nur mit Punkten einer festliegenden Ellipse identifiziert werden:



Version vom 26. März 2009

²Im Falle $t_1 < t_2$, $f(t_1) < f(t_2)$ ist z.B. $t' \stackrel{\text{def}}{=} \sup \{t \in (t_1, t_2) : f(t) < f_0\}$ ein solcher Zeitpunkt.

³Im Falle $|\mathbf{a}| = |\mathbf{b}|$ nennt man die Bewegung von \underline{P} kreisförmig.

Das ist genau dann der Fall, wenn räumliche Translationen $\mathbf{a}, \mathbf{b}, \mathbf{y}$ und eine reellwertige Funktion $\varphi(t)$ existieren mit⁴

$$\mathbf{x}(t) = \mathbf{y} + \cos \varphi(t) \,\mathbf{a} + \sin \varphi(t) \,\mathbf{b} \,, \quad \mathbf{a} \perp \mathbf{b} \,, \, |\mathbf{a}| \ge |\mathbf{b}| > 0 \,. \tag{3.2}$$

In diesem Falle ist die Stetigkeit der Bahnkurve äquivalent dazu, daß sich die—nur bis auf ein ganzzahliges Vielfaches von 2π bestimmte—Funktion $\varphi(t)$ stetig wählen läßt.⁵

Aus dem Zwischenwersatz folgt wieder im Falle der Stetigkeit, daß \underline{P} auf dem Wege von P(t) nach P(t') keinen Punkt des verbindenden Ellipsenstücks auslassen kann.

Im Hinblick auf das Kepler-Problem ist es wichtig, die Ellipsengleichung auch in der Polarform

$$\mathbf{x}(t) = \mathbf{y} + \epsilon \mathbf{a} + \rho(t) \left(\cos \varphi'(t) \frac{\mathbf{a}}{|\mathbf{a}|} + \sin \varphi'(t) \frac{\mathbf{b}}{|\mathbf{b}|} \right)$$

$$(3.3)$$

$$P(t)$$

$$\varphi'(t)$$

$$\varphi'(t)$$

$$\mathbf{a}$$

$$\mathbf{b}$$

$$\varphi'(t)$$

$$\mathbf{b}$$

$$\mathbf{b}$$

$$\mathbf{c}$$

$$\mathbf{a}$$

$$\mathbf{b}$$

$$\mathbf{c}$$

$$\mathbf{c}$$

$$\mathbf{a}$$

$$\mathbf{c}$$

$$\mathbf{d}$$

$$\mathbf{e}$$

$$\mathbf{d}$$

$$\mathbf{e}$$

$$\mathbf{d}$$

$$\mathbf{e}$$

zu kennen, wobei

$$\epsilon \stackrel{\text{def}}{=} \frac{\sqrt{|\mathbf{a}|^2 - |\mathbf{b}|^2}}{|\mathbf{a}|} \tag{3.4}$$

die sog. numerische Exzentrizität bezeichnet. Die Exzentrizität ist so definiert, daß aus (3.2)

$$\rho(t) + |2\epsilon \mathbf{a} + \boldsymbol{\rho}(t)| = 2 |\mathbf{a}| \quad \forall t \in \mathbb{R},$$

Version vom 26. März 2009

4Mit $\mathbf{x}(t) - \mathbf{y} = \begin{pmatrix} \xi(t) \\ \eta(t) \end{pmatrix}$ bzgl. $\left\{ \frac{\mathbf{a}}{|\mathbf{a}|}, \frac{\mathbf{b}}{|\mathbf{b}|} \right\}$ gilt also für die elliptische Bewegung:

$$\left(\frac{\xi(t)}{|\mathbf{a}|}\right)^2 + \left(\frac{\eta(t)}{|\mathbf{b}|}\right)^2 = 1.$$

⁵Vgl. Lemma 3.1.

folgt.6

Beweis: Mit den Definitionen

$$\boldsymbol{\rho}_{-}(t) \stackrel{\text{def}}{=} \boldsymbol{\rho}(t) , \quad \boldsymbol{\rho}_{+}(t) \stackrel{\text{def}}{=} \boldsymbol{\rho}(t) + 2\epsilon \, \boldsymbol{\rho}(t)$$

folgt aus (3.2)

$$|\boldsymbol{\rho}_{\pm}(t)|^{2} = \left| \left(\cos \varphi(t) \pm \epsilon \right) \mathbf{a} + \sin \varphi \mathbf{b} \right|^{2}$$

$$\stackrel{=}{\underset{2.1.3.b}{=}} \left(\cos^{2} \varphi \pm 2\epsilon \cos \varphi \right) |\mathbf{a}|^{2} + |\mathbf{a}|^{2} \underbrace{-|\mathbf{b}|^{2} + \sin^{2} \varphi |\mathbf{b}|^{2}}_{= -\cos^{2} \varphi |\mathbf{b}|^{2}}$$

$$= \cos^{2} \varphi \left(|\mathbf{a}|^{2} - |\mathbf{b}|^{2} \right) + (1 \pm 2\epsilon \cos \varphi) |\mathbf{a}|^{2}$$

$$= (1 \pm \epsilon \cos \varphi)^{2} |\mathbf{a}|^{2}$$

und somit

$$|\boldsymbol{\rho}_{\pm}(t)| = (1 \pm \epsilon \cos \varphi) |\mathbf{a}|.$$

Daraus folgt die Behauptung.

Durch Vergleich von (3.3) und (3.2) ergibt sich die Bedingung

$$\left(\epsilon + \frac{\rho(t)}{|\mathbf{a}|}\cos\varphi'(t)\right)^2 + \left(\frac{\rho(t)}{|\mathbf{b}|}\sin\varphi'(t)\right)^2 = 1,$$

die offensichtlich (mit $\rho(t) > 0$ nur) für

$$\rho(t) = \frac{p}{1 + \epsilon \cos \varphi'(t)} \quad \left(\epsilon < 1\right)$$
(3.5)

erfüllt ist,⁷ wenn

$$p = |\mathbf{b}|^2 / |\mathbf{a}| . \tag{3.6}$$

den sog. *Halbparameter* bezeichnet.

Setzt man $|\mathbf{b}|^2$ entspr. (3.6) in (3.4) ein und löst nach $|\mathbf{a}|$ auf, so ergibt sich

$$|\mathbf{a}| = \frac{p}{1 - \epsilon^2} \,. \tag{3.7}$$

Die Stetigkeit von (3.3) ist äquivalent dazu, daß sich $\varphi'(t)$ stetig wählen läßt.

$$1 = \left(\frac{|\mathbf{a}| \, \rho}{|\mathbf{b}|^2}\right)^2 \left(1 - (\epsilon \cos \varphi')^2\right) + 2 \frac{|\mathbf{a}| \, \rho}{|\mathbf{b}|^2} \, \epsilon \, \cos \varphi'.$$

Die irrelevante Lösung ist $\rho(t) = \frac{-p}{1 - \epsilon \cos \varphi'(t)}$

⁷Wegen $\epsilon^2 = 1 - (|\mathbf{b}|/|\mathbf{a}|)^2$ ist die Bedingung nämlich äquivalent zu

3.1.4 Parabolische Bewegung

Indem man einen Brennpunkt sowie den Halbparameter p festhält und den Grenzübergang $\epsilon \to 1$ (d.h. $|\mathbf{a}| \to \infty$) betrachtet, erhält man die Polarform der allgemeinen Parabelgleichung (2. Ordnung)

$$\mathbf{x}(t) = \mathbf{y}' + \overbrace{\frac{p}{1 + \cos\varphi'(t)} \left(\cos\varphi'(t) \mathbf{e} + \sin\varphi'(t) \mathbf{e}'\right)}^{\mathbf{\rho}(t) \stackrel{\text{def}}{=}}, \quad -\pi < \varphi'(t) < +\pi, \quad (3.8)$$

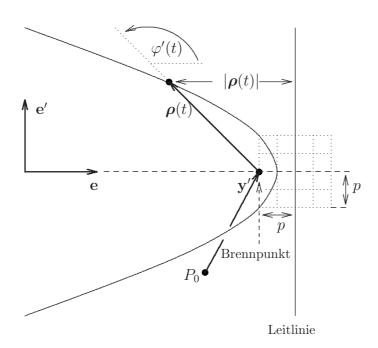
mit

$$\rho(t) = \frac{p}{1 + \cos \varphi'(t)} , \quad p > 0 , \qquad (3.9)$$

aus der sich

$$|\boldsymbol{\rho}(t)| = p - \boldsymbol{\rho}(t) \cdot \mathbf{e} \tag{3.10}$$

ergibt:



Entsprechend sagt, man \underline{P} führe eine **parabolische Bewegung** aus, falls die zugehörige Ortsvektorfunktion von der Form (3.8)/(3.9) ist.

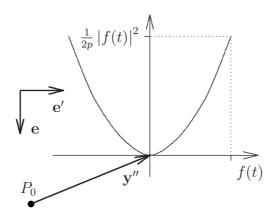
Eine vielleicht bekanntere Form der Parabelgleichung ist:⁸

$$\mathbf{x}(t) = \mathbf{y}'' - \frac{1}{2p} |f(t)|^2 \mathbf{e} + f(t)\mathbf{e}'.$$
 (3.11)

_____ Version vom 26. März 2009 _____

⁸Die Äquivalenz zu (3.8) folgt aus $\frac{p}{2} - \frac{p\cos\varphi'(t)}{1 + \cos\varphi'(t)} = \frac{p}{2} \frac{1 - \cos\varphi'(t)}{1 + \cos\varphi'(t)} = \frac{1}{2p} \left(\frac{p\sin\varphi'(t)}{1 + \cos\varphi'(t)}\right)^2$.

55

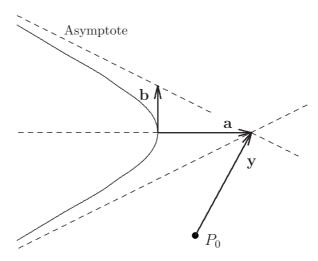


In dieser Darstellung ist die Stetigkeit von $\mathbf{x}(t)$ äquivalent zur Stetigkeit von f(t).

Es gilt wieder die entsprechende Folgerung aus dem Mittelwertsatz.

3.1.5 Hyperbolische Bewegung

Man sagt, \underline{P} führe eine $hyperbolische\ Bewegung$ (bzgl. des gewählten Bezugssystems) aus, falls die Positionen von \underline{P} nur mit Punkten eines festliegenden Hyperbelzweigs identifiziert werden:



Das ist (per Def.) genau dann der Fall, wenn räumliche Translationen $\mathbf{a}, \mathbf{b}, \mathbf{y}$ und eine Funktion f(t) existieren mit:

$$\mathbf{x}(t) = \mathbf{y} - \cosh f(t) \mathbf{a} + \sinh f(t) \mathbf{b}, \quad \mathbf{a} \perp \mathbf{b}, \ |\mathbf{a}| \neq 0 \neq |\mathbf{b}|.$$
 (3.12)

9 Demonstrance hand have shore to make

$$\sinh \lambda \stackrel{\text{def}}{=} \frac{\exp\left(\lambda\right) - \exp\left(-\lambda\right)}{2} \quad \text{resp.} \quad \cosh \lambda \stackrel{\text{def}}{=} \frac{\exp\left(\lambda\right) + \exp\left(-\lambda\right)}{2}$$

als Hyperbelsinus resp. Hyperbelkosinus. Diese Funktionen genügen der Gleichung

$$(\cosh \lambda)^2 - (\sinh \lambda)^2 = 1.$$

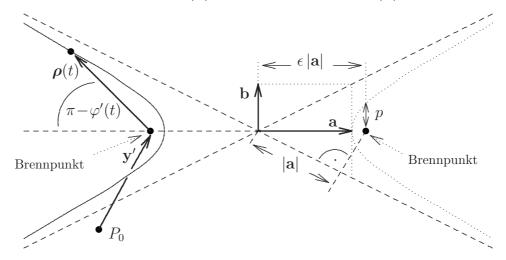
⁹Dementsprechend bezeichnet man

Im Hinblick auf das Kepler-Problem ist es wieder wichtig, die entsprechende Polarform

$$\mathbf{x}(t) = \underbrace{\mathbf{y}^{\prime} \stackrel{\text{def}}{=}}_{\mathbf{y} - \epsilon \mathbf{a}} + \overbrace{\rho(t) \left(\cos \varphi'(t) \frac{\mathbf{a}}{|\mathbf{a}|} + \sin \varphi'(t) \frac{\mathbf{b}}{|\mathbf{b}|} \right)}$$
(3.13)

zu kennen, wobei

$$-\pi + \arctan \frac{|\mathbf{b}|}{|\mathbf{a}|} < \varphi'(t) < +\pi - \arctan \frac{|\mathbf{b}|}{|\mathbf{a}|}.$$



Mit¹⁰

$$\epsilon = \frac{\sqrt{|\mathbf{a}|^2 + |\mathbf{b}|^2}}{|\mathbf{a}|} \tag{3.14}$$

ergibt sich durch Vergleich von (3.13) und (3.12)

$$\left(-\epsilon + \frac{\rho(t)}{|\mathbf{a}|}\cos\varphi'(t)\right)^2 - \left(\frac{\rho(t)}{|\mathbf{b}|}\sin\varphi'(t)\right)^2 = 1$$

und daraus

$$\rho(t) = \frac{p}{1 + \epsilon \cos \varphi'(t)} , \quad \left(\epsilon > 1\right),$$
(3.15)

Mit $\mathbf{x}(t) - \mathbf{y} = \begin{pmatrix} \xi(t) \\ \eta(t) \end{pmatrix}$ bzgl. $\left\{ \frac{\mathbf{a}}{|\mathbf{a}|}, \frac{\mathbf{b}}{|\mathbf{b}|} \right\}$ gilt also für die hyperbolische Bewegung:

$$\left(\frac{\xi(t)}{|\mathbf{a}|}\right)^2 - \left(\frac{\eta(t)}{|\mathbf{b}|}\right)^2 = 1.$$

 10 Mit (3.14), (3.13) und (3.12) gilt, der Darstellung der Hyperbel als Kegelschnitt entsprechend:

$$|\boldsymbol{\rho}(t) - 2\epsilon \mathbf{a}| - |\boldsymbol{\rho}(t)| = 2|\mathbf{a}|.$$

wieder mit dem Halbparameter¹¹

$$p = \frac{|\mathbf{b}|^2}{|\mathbf{a}|}.$$
 (3.16)

Setzt man $|\mathbf{b}|^2$ entspr. (3.16) in (3.14) ein und löst wieder nach $|\mathbf{a}|$ auf, so ergibt sich nun

$$|\mathbf{a}| = \frac{-p}{1 - \epsilon^2} \,. \tag{3.17}$$

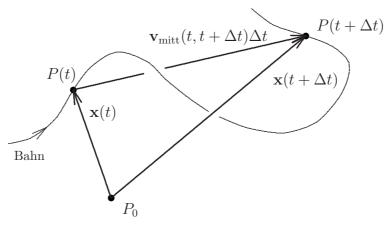
Die Stetigkeit von (3.13) ist äquivalent zur Stetigkeit von $\varphi'(t)$.

3.2 Geschwindigkeit eines Körperpunktes

3.2.1 Mittlere Geschwindigkeit

Sei \underline{P} wieder ein Körperpunkt, dessen Position zur Zeit t jeweils mit dem Raumpunkt P(t) (bzgl. eines festen Bezugssystems entspr. 3.1.1) identifiziert werde.

Als *mittlere Geschwindigkeit* von \underline{P} während des Zeitintervalls $[t, t + \Delta t]$ bezeichnet man diejenige **gleichförmige** (nur solche wurden in 1.1.3 betrachtet) Geschwindigkeit $\mathbf{v}_{\text{mitt.}}(t, t + \Delta t)$, mit der man von P(t) aus nach der Zeitdauer Δt den Punkt $P(t + \Delta t)$ erreicht:



Version vom 26. März 2009

$$|\boldsymbol{\rho}(t)| - |\boldsymbol{\rho}(t) - 2\epsilon \mathbf{a}| = 2|\mathbf{a}|$$

entsprechende, Lösung ist

$$\rho(t) = -\frac{p}{1 - \epsilon \cos \varphi'(t)}.$$

Sie beschreibt den zweiten Hyperbelast (gepunktete Kurve) und ist für die sog. RUTHERFORD-Streuung wichtig.

¹¹Die zweite, der Kegelschnitt-Bedingung

Äquivalente Definition:

$$\mathbf{v}_{\text{mitt.}}(t, t + \Delta t) \stackrel{\text{def}}{=} \frac{\mathbf{x}(t + \Delta t) - \mathbf{x}(t)}{\Delta t}, \qquad (3.18)$$

wobei $\mathbf{x}(t)$ wieder den Ortsvektor von \underline{P} zur Zeit t bezeichnet. Die mittlere Geschwindigkeit ist natürlich **nicht** vom Bezugspunkt, wohl aber vom Bezugssystem abhängig.

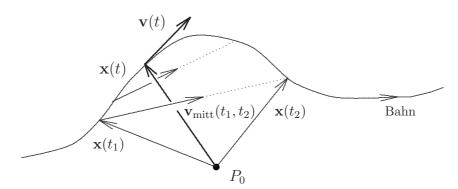
3.2.2 Momentangeschwindigkeit

In der Praxis wird man die Ortsvektorfunktion $\mathbf{x}(t)$ sogar differenzierbar voraussetzen können d.h.:

Zu jedem Zeitpunkt t existiert ein Geschwindigkeitsvektor $\mathbf{v}(t)$, die sog. $\mathbf{Mo-mentangeschwindigkeit}$ von \underline{P} zum Zeitpunkt t, mit 12

$$\mathbf{v}(t) = \dot{\mathbf{x}}(t) \stackrel{\text{def}}{=} \frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}t} \mathbf{x}(t) \stackrel{\text{def}}{=} \lim_{t' \to t} \frac{\mathbf{x}(t') - \mathbf{x}(t)}{t' - t}.$$

$$(3.19)$$



Eine gewöhnliche Funktion f(t) nennt man (überall) differenzierbar, wenn die Vektorfunktion $\mathbf{x}(t)$ der geradlinigen Bewegung (3.1) mit bel. \mathbf{y}, \mathbf{e} differenzierbar ist. Äquivalente Formulierung:

Eine Funktion f(t) heißt (überall) differenzierbar, falls zu jedem t der Grenzwert

$$\dot{f}(t) \stackrel{\text{def}}{=} \frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}t} f(t) \stackrel{\text{def}}{=} \lim_{t' \to t} \frac{f(t') - f(t)}{t' - t}$$

$$t' \neq t$$
(3.20)

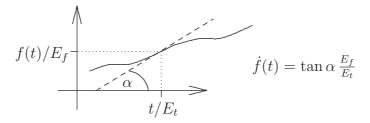
$$0 \neq |t' - t| < \delta \implies \left| \mathbf{v}(t) - \frac{\mathbf{x}(t') - \mathbf{x}(t)}{t' - t} \right| < \epsilon.$$

Die Schreibweise \dot{f} für $\frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}t}f$ stammt von Newton (Sommerfeld, 1964, Seite 5).

Version vom 26. März 2009

¹²Präzise formuliert, meint (3.19): Zu jedem t und zu jedem $\epsilon > 0$ existiert ein $\delta > 0$ mit:

existiert, den man dann als die **Ableitung** f(t) an der Stelle t bezeichnet.



Mit dieser Definition gilt:

Lemma 3.2.1

Gegeben: (i) Ortsvektorfunktion $\mathbf{x}(t)$

(ii) $Basis \{\mathbf{b}_1, \mathbf{b}_2, \mathbf{b}_3\}$

Behauptung: $\mathbf{x}(t)$ ist genau dann differenzierbar, wenn die drei Funktionen $x^{j}(t)$ der Darstellung

$$\mathbf{x}(t) = \begin{pmatrix} x^1(t) \\ x^2(t) \\ x^3(t) \end{pmatrix} \quad bzgl. \ \{\mathbf{b}_1, \mathbf{b}_2, \mathbf{b}_3\}$$

differenzierbar sind. Im Falle der Differenzierbarkeit gilt

$$\dot{\mathbf{x}}(t) = \frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}t} \begin{pmatrix} x^1(t) \\ x^2(t) \\ x^3(t) \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} \dot{x}^1(t) \\ \dot{x}^2(t) \\ \dot{x}^3(t) \end{pmatrix} \quad bzgl. \ \{\mathbf{b}_1, \mathbf{b}_2, \mathbf{b}_3\} .$$

Anschauliche Konsequenz der Differenzierbarkeit für die **geradlinige** Bewegung (3.1):

In jedem Zeitintervall $[t_1, t_2]$ muß mindestens ein Zeitpunkt t' liegen, für den $\mathbf{v}(t') = \mathbf{v}_{\text{mitt.}}(t_1, t_2)$ gilt.

Exakte mathematische Formulierung:

Satz 3.2.2 (Mittelwertsatz der Differentialrechnung)

Gegeben: (i) differenzierbare Funktion f(t)

(ii) Zeitpunkte t_1, t_2

Behauptung: Es existiert mindestens ein Zeitpunkt t' zwischen t_1 und t_2 mit

$$\dot{f}(t') = \frac{f(t_2) - f(t_1)}{t_2 - t_1} \,.$$

Beweisskizze: Da

$$g(t) \stackrel{\text{def}}{=} f(t) - \frac{f(t_2) - f(t_1)}{t_2 - t_1} (t - t_1)$$

die Eigenschaften $g(t_2) = g(t_1)$ und

$$\dot{g}(t') = 0 \iff \dot{f}(t') = \frac{f(t_2) - f(t_1)}{t_2 - t_1}$$

besitzt, genügt der Nachweis des Satzses von ROLLE, d.h. der Beweis von Satz 3.2.2 für $f(t_2) = f(t_1)$:

Für konstantes f ist nichts zu beweisen. Wenn f nicht konstant ist, dann muß, weil f stetig ist, eine Stelle im Inneren des Intervalls zwischen t_1 und t_2 existieren, an der die Funktion entweder ihr Maximum oder ihr Minimum (bzgl. des abgeschlossenen Intervalls) annimmt. An einer solchen Stelle haben aber links- und rechtsseitige Ableitung unterschiedliches Vorzeichen, müssen also verschwinden, um entsprechend der Differenzierbarkeitsbedingung gleich zu sein.

Warnung: Der Mittelwertsatz der Differentialrechnung gilt **nicht** für Vektorfunktionen.¹³

3.2.3 Differentiationsregeln

Die wichtigsten Differentiationsregeln (unter offensichtlichen Voraussetzungen) sind:

1. **Linearität** der Zuordnung $f(t) \rightarrow \dot{f}(t)$, d.h.:

$$\frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}t} \left(\alpha f(t) + \beta g(t) \right) = \alpha \dot{f}(t) + \beta \dot{g}(t) , \qquad (3.21)$$

2. **Produktregel**:

$$\frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}t}\Big(f(t)\,g(t)\Big) = \dot{f}(t)\,g(t) + f(t)\,\dot{g}(t)\,,\tag{3.22}$$

3. Quotientenregel:

$$\frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}t} \frac{f(t)}{g(t)} = \frac{\dot{f}(t) g(t) - f(t) \dot{g}(t)}{\left(g(t)\right)^2},\tag{3.23}$$

4. Kettenregel:¹⁴

$$\frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}t} f(g(t)) = \dot{g}(t) \dot{f}(t')_{|_{t'=g(t)}}, \qquad (3.24)$$

Version vom 26. März 2009

¹³Z.B. ist bei der gleichförmigen Kreisbewegung der Betrag der mittleren Geschwindigkeit stets echt kleiner als der (konstante) Betrag der Momentangeschwindigkeit.

¹⁴Hier muß g(t) natürlich zeitwertig sein, wenn f eine Funktion der Zeit ist.

5. Ableitung der Umkehrfunktion:

$$\frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}t}f^{-1}(t) = \frac{1}{\dot{f}(f^{-1}(t))}.$$
 (3.25)

Anmerkung: Für Variablen ξ beliebig festgelegter physikalischer Dimension und Funktionen f davon definiert man entsprechend:

$$f'(\xi) \stackrel{\text{def}}{=} \frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}\xi} f(\xi) \stackrel{\text{def}}{=} \lim_{\xi' \to \xi} \frac{f(\xi') - f(\xi)}{\xi' - \xi}.$$

Dann gilt z.B. die entsprechende Kettenregel

$$\frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}t} f\Big(g(t)\Big) = \dot{g}(t) f'\Big(g(t)\Big)$$

für differenzierbares g entsprechender physikalischer Dimension.

Aus den Regeln (3.21)–(3.24) folgen mit Lemma 3.2.1 und (2.14), (2.15) folgende Regeln für die Differentiation von Vektorfunktionen:

$$\frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}t} \left(\alpha \, \mathbf{x}(t) + \beta \, \mathbf{y}(t) \right) = \alpha \, \dot{\mathbf{x}}(t) + \beta \, \dot{\mathbf{y}}(t) \,, \tag{3.26}$$

$$\frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}t} \Big(g(t) \,\mathbf{x}(t) \Big) = \dot{g}(t) \,\mathbf{x}(t) + g(t) \,\dot{\mathbf{x}}(t) \,, \tag{3.27}$$

$$\frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}t} \Big(\mathbf{x}(t) \cdot \mathbf{y}(t) \Big) = \dot{\mathbf{x}}(t) \cdot \mathbf{y}(t) + \mathbf{x}(t) \cdot \dot{\mathbf{y}}(t) , \qquad (3.28)$$

$$\frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}t} \Big(\mathbf{x}(t) \times \mathbf{y}(t) \Big) = \dot{\mathbf{x}}(t) \times \mathbf{y}(t) + \mathbf{x}(t) \times \dot{\mathbf{y}}(t) , \qquad (3.29)$$

$$\frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}t} \left(\frac{\mathbf{x}(t)}{g(t)} \right) = \frac{g(t) \dot{\mathbf{x}}(t) - \dot{g}(t) \mathbf{x}(t)}{\left(g(t) \right)^2}, \tag{3.30}$$

$$\frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}t}\mathbf{x}\Big(g(t)\Big) = \dot{g}(t)\dot{\mathbf{x}}(t')_{|_{t'=g(t)}}.$$
(3.31)

Spezielle Ableitungen:

(i) Aus¹⁵

$$t_{2}^{j} - t_{1}^{j} = \sum_{\nu=0}^{j-1} t_{2}^{j-\nu} t_{1}^{\nu} - \sum_{\nu=1}^{j} t_{2}^{j-\nu} t_{1}^{\nu}$$

$$= \sum_{\nu=1}^{j-1} t_{2}^{j-1-\nu} t_{1}^{\nu+1}$$

$$= (t_{2} - t_{1}) \sum_{\nu=0}^{j-1} t_{2}^{j-1-\nu} t_{1}^{\nu}$$

folgt

$$\frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}t}t^{j} = j t^{j-1} \quad \forall t \in \mathbb{R}, j \in \mathbb{Z}_{+} \stackrel{\mathrm{def}}{=} \{0, 1, \ldots\} . \tag{3.32}$$

(ii) Sei $f(t) = \sum_{j=0}^{\infty} c_j t^j$ mit Koeffizienten c_j , die für $j \to \infty$ hinreichend schnell gegen Null konvergieren. Dann folgt aus der Linearitätseigenschaft:

$$\dot{f}(t) = \sum_{j=0}^{\infty} c_j \frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}t} t^j = \sum_{j=1}^{\infty} j c_j t^{j-1}.$$

(iii) Angewandt auf $f(\lambda) = e^{\lambda}$ liefert (ii) mit (2.42):

$$\frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}\lambda}e^{\lambda} = e^{\lambda} \tag{3.33}$$

für reelle, physikalisch dimensionslose λ .

(iv) Entsprechend ergibt sich

$$\frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}\lambda}\sin\lambda = \cos\lambda, \qquad (3.34)$$

$$\frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}\lambda}\cos\lambda = -\sin\lambda. \tag{3.35}$$

(v) Für die durch

$$\ln\left(e^{\lambda'}\right) \stackrel{\text{def}}{=} \lambda' \quad \forall \, \lambda \in \mathbb{R}$$

implizit gegebene Umkehrfunktion der Exponentialfunktion folgt aus (3.33) und (3.25)

$$\frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}\lambda} \ln \lambda = \frac{1}{\lambda} \quad \forall \lambda > 0. \tag{3.36}$$

Version vom 26. März 2009

¹⁵Hier ist die hochgestellte Zahl jeweils ein Exponent, kein Index.

(vi) Mit

$$\lambda^{\alpha} \stackrel{\text{def}}{=} e^{\alpha \ln \lambda} \quad \forall \alpha \in \mathbb{R} . \lambda > 0.$$

(für ganzzahliges α die übliche Potenz von λ) ergibt sich mit (3.33), (3.36) und (3.24) in (partieller) Verallgemeinerung von (3.32):

$$\frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}\lambda} \lambda^{\alpha} = \alpha \lambda^{\alpha - 1} \quad \forall \alpha \in \mathbb{R}, \lambda > 0.$$
 (3.37)

3.2.4 Anwendungsbeispiel (harmonische Schwingung)

Eine Bewegung der Form ¹⁶

$$\mathbf{x}(t) = \mathbf{y} + \cos(\omega_0 t + \varphi_0) \mathbf{a} + \sin(\omega_0 t + \varphi_0) \mathbf{b}$$
, $\mathbf{a} \perp \mathbf{b}$, $0 < |\mathbf{a}| \ge |\mathbf{b}| \ge 0$ (3.38)

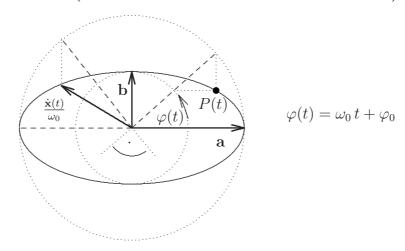
bezeichnet man als eine harmonische Schwingung.

Nach (3.34), (3.35) und Kettenregel gilt

$$\frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}t}\sin\varphi(t) = \dot{\varphi}(t)\sin\left(\varphi(t) + \frac{\pi}{2}\right) , \quad \frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}t}\cos\varphi(t) = \dot{\varphi}(t)\cos\left(\varphi(t) + \frac{\pi}{2}\right) . \quad (3.39)$$

Die zu (3.38) gehörige Momentangeschwindigkeit ist also:

$$\dot{\mathbf{x}}(t) = \omega_0 \left(\cos \left(\omega_0 t + \varphi_0 + \frac{\pi}{2} \right) \mathbf{a} + \sin \left(\omega_0 t + \varphi_0 + \frac{\pi}{2} \right) \mathbf{b} \right). \tag{3.40}$$



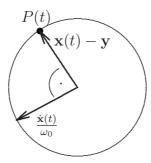
Man erkennt sofort:

$$\max_{t} \left| \frac{\dot{\mathbf{x}}(t)}{\omega_{0}} \right| = |\mathbf{a}|, \quad \min_{t} \left| \frac{\dot{\mathbf{x}}(t)}{\omega_{0}} \right| = |\mathbf{b}|.$$

Version vom 26. März 2009

The definition of the second of the second

Im Falle $|\mathbf{a}| = |\mathbf{b}|$, $\mathbf{a} \perp \mathbf{b}$ bezeichnet man die harmonische Schwingung als gleichförmige Kreisbewegung zur Kreisfre quenz ω_0 :



Hier werden die Differentiationsregeln (3.39) anschaulich!

Im Falle $\mathbf{b} = 0$ nennt man die harmonische Schwingung linear, im Falle $|\mathbf{a}| > |\mathbf{b}|$ elliptisch.

3.3 Beschleunigung eines Körperpunktes

3.3.1 Definitionen und einfache Beispiele

Sei \underline{P} wieder ein Körperpunkt, dessen Bahnkurve im Sinne von 3.1.1 durch die Ortsvektorfunktion $\mathbf{x}(t)$ beschrieben werde. Dabei sei jetzt $\mathbf{x}(t)$ 2-mal differenzierbar vorausgesetzt, d.h. zusätzlich zu $\mathbf{x}(t)$ sei auch $\dot{\mathbf{x}}(t)$ differenzierbar. Dann bezeichnet man

$$\ddot{\mathbf{x}}(t) \stackrel{\text{def}}{=} \left(\frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}t}\right)^2 \mathbf{x}(t) \stackrel{\text{def}}{=} \frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}t} \dot{\mathbf{x}}(t)$$

als die (Momentan-) Beschleunigung von \underline{P} zum Zeitpunkt t.

Die Projektion¹⁷ $\ddot{\mathbf{x}}_{\parallel}(t)$ von $\ddot{\mathbf{x}}(t)$ auf die **Bahntangente** zur Zeit t (=Gerade durch P(t) parallel $\dot{\mathbf{x}}(t)$) bezeichnet man als die **Bahnbeschleunigung** von \underline{P} zum Zeitpunkt t. Die zu $\dot{\mathbf{x}}(t)$ senkrechte Komponente $\ddot{\mathbf{x}}_{\perp}(t) \stackrel{\text{def}}{=} \ddot{\mathbf{x}}(t) - \ddot{\mathbf{x}}_{\parallel}(t)$ von $\ddot{\mathbf{x}}(t)$ bezeichnet man als die **Normalbeschleunigung** von \underline{P} zum Zeitpunkt t. In Formeln:

$$\ddot{\mathbf{x}}(t) = \underbrace{\ddot{\mathbf{x}}_{\parallel}(t)}_{\text{Bahnbeschl.}} + \underbrace{\ddot{\mathbf{x}}_{\perp}(t)}_{\text{Normalbeschl.}}, \quad \ddot{\mathbf{x}}_{\parallel}(t) \propto \dot{\mathbf{x}}(t) , \quad \ddot{\mathbf{x}}_{\perp}(t) \cdot \dot{\mathbf{x}}(t) = 0$$
(3.41)

_____ Version vom 26. März 2009 _____

 $^{^{17}}$ Vgl. Lemma 2.1.5.

Man sieht sofort (für $\dot{\mathbf{x}}(t) \neq 0$):¹⁸

$$\ddot{\mathbf{x}}_{\parallel}(t) = \left(\frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}t}|\dot{\mathbf{x}}(t)|\right) \frac{\dot{\mathbf{x}}(t)}{|\dot{\mathbf{x}}(t)|}, \tag{3.42}$$

$$\ddot{\mathbf{x}}_{\perp}(t) = |\dot{\mathbf{x}}(t)| \frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}t} \frac{\dot{\mathbf{x}}(t)}{|\dot{\mathbf{x}}(t)|}.$$
(3.43)

Beispiele

(i) Allgemeine Kreisbewegung:

Die Ortsvektorfunktion einer allgemeinen Kreisbewegung ist von der Form

$$\mathbf{x}(t) = R \left(\cos \varphi(t) \mathbf{e}_1 + \sin \varphi(t) \mathbf{e}_2\right).$$

Durch Differentiation folgt

$$\dot{\mathbf{x}}(t) = R \dot{\varphi}(t) \left(\sin \left(\varphi(t) + \frac{\pi}{2} \right) \mathbf{e}_1 + \cos \left(\varphi(t) + \frac{\pi}{2} \right) \mathbf{e}_2 \right)$$

und somit

$$|\dot{\varphi}(t)| = \frac{|\dot{\mathbf{x}}(t)|}{R}.$$

Erneute Differentiation liefert

$$\ddot{\mathbf{x}}(t) = \underbrace{R \ddot{\varphi}(t) \left(\sin \left(\varphi(t) + \frac{\pi}{2} \right) \mathbf{e}_1 + \cos \left(\varphi(t) + \frac{\pi}{2} \right) \mathbf{e}_2 \right)}_{\ddot{\mathbf{x}}_{\parallel}(t)} + \underbrace{R \left(\dot{\varphi}(t) \right)^2 \left(\sin \left(\varphi(t) + \pi \right) \mathbf{e}_1 + \cos \left(\varphi(t) + \pi \right) \mathbf{e}_2 \right)}_{\ddot{\mathbf{x}}_{\perp}(t)}$$

und damit

$$\ddot{\mathbf{x}}_{\perp} = -\frac{|\dot{\mathbf{x}}(t)|^2}{R} \frac{\mathbf{x}(t)}{|\mathbf{x}(t)|}.$$
(3.44)

Daher bezeichnet man allgemein

Version vom 26. März 2009

$$\frac{1}{\rho(t)} \stackrel{\text{def}}{=} \frac{|\ddot{\mathbf{x}}_{\perp}(t)|}{|\dot{\mathbf{x}}(t)|^2} = \left| \frac{1}{|\dot{\mathbf{x}}(t)|} \frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}t} \frac{\dot{\mathbf{x}}(t)}{|\dot{\mathbf{x}}(t)|} \right|$$

als (erste) **Krümmung** und $\rho(t)$ als **Krümmungsradius** der Bahnkurve im Punkte P(t).

 $^{^{18}}$ Daß sich (3.42) und (3.43) zu $\ddot{\mathbf{x}}(t)$ aufsummieren, erkennt man durch Anwendung der Produktregel auf $\frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}t}\left(|\dot{\mathbf{x}}(t)|\frac{\dot{\mathbf{x}}(t)}{|\dot{\mathbf{x}}(t)|}\right) = \ddot{\mathbf{x}}(t)$. Daß (3.43) senkrecht zu $\dot{\mathbf{x}}(t)$ ist, folgt entspr. durch Differentiation von $\left(\frac{\dot{\mathbf{x}}(t)}{|\dot{\mathbf{x}}(t)|} \cdot \frac{\dot{\mathbf{x}}(t)}{|\dot{\mathbf{x}}(t)|}\right) = 1$.

(ii) Abrupter Krümmungswechsel:

Beim direkten Übergang von einer geraden in eine Kreisbahn ändert sich der Krümmungsradius abrupt (von ∞ auf den Kreisradius). Das ist der Grund für den Ruck den Spielzeugeisenbahen am Anfang (und Ende) jeder Schienenkurve erfahren.

(iii) Harmonische Schwingung um P_0 :

Die Ortsvektorfunktion der harmonischen Schwingung ist von der Form

$$\mathbf{x}(t) = \cos(\omega_0 t + \varphi_0) \mathbf{a} + \sin(\omega_0 t + \varphi_0) \mathbf{b}.$$

Nach (3.39) und (3.40) ist also die zugehörige Beschleunigung

$$\ddot{\mathbf{x}}(t) = -|\omega_0|^2 \mathbf{x}(t) \qquad \left(\stackrel{\text{i.a.}}{\neq} \ddot{\mathbf{x}}_{\perp}(t) \right) . \tag{3.45}$$

Die Hilfskreise der Ellipsenkonstruktion sind i.a. natürlich **nicht** geeignete Bahnapproximationen in den entsprechenden Berührungspunkten:

$$\mathbf{x}(t) = \pm \mathbf{a} \Longrightarrow \rho(t) = \frac{|\mathbf{b}|^2}{|\mathbf{a}|},$$

$$\mathbf{x}(t) = \pm \mathbf{b} \Longrightarrow \rho(t) = \frac{|\mathbf{a}|^2}{|\mathbf{b}|}.$$

Anmerkungen:

- (i) Die Darstellungen (3.42), (3.43), (3.44) gelten natürlich nur für Zeiten t mit $\dot{\mathbf{x}}(t) \neq 0$.
- (ii) Alle mathematischen Überlegungen übertragen sich ohne weiteres auf den Fall, daß die Bahnpunkte einem anderen Parameter s statt der Zeit t zugeordnet werden. Nimmt man für s die längs der Bahn (von einem Ausgangspunkt aus) zurückgelegte Wegstrecke, so spricht man vom **Bahntangentenvektor** statt von der Momentangeschwindigkeit.
- (iii) Alle Uberlegungen gelten natürlich auch bei Beschränkung auf ein endliches Zeitintervall I, wenn $\mathbf{x}(t)$ nur in einer Umgebung von I bekannt ist—man denke sich einfach $\mathbf{x}(t)$ außerhalb I für alle t fortgesetzt (gutartig, aber sonst beliebig).

3.3.2 Eindeutige Bestimmtheit der Bahnkurve durch Beschleunigung und Anfangsbedingungen

Mit dem Stichwort Anfangsbedingungen bezeichnen wir (wie in 3.2.4) stets die Vorgabe von Ortsvektor (bzgl. P_0) und Momentangeschwindigkeit zu einem gegebenen 'Anfangs'-Zeitpunkt t_0 :

$$\mathbf{x}(t_0) = \mathbf{x}_0 \,, \quad \dot{\mathbf{x}}(t_0) = \mathbf{v}_0 \,. \tag{3.46}$$

Intuitiv ist klar, daß zwei verschiedene Bahnbewegungen, deren Momentangeschwindigkeiten zu **jedem** Zeitpunkt übereinstimmen, sich nur durch eine feste Translation unterscheiden können, d.h.:

$$\dot{\mathbf{x}}_1(t) = \dot{\mathbf{x}}_2(t) \,\forall t \implies \mathbf{x}_1(t) - \mathbf{x}_2(t) \text{ unabhängig von } t.$$
 (3.47)

Aus Lemma 3.2.1 erkennt man, daß (3.47) äquivalent ist zu:

Lemma 3.3.1 Für differenzierbare Funktionen $f_1(t), f_2(t)$ mit

$$\dot{f}_1(t) = \dot{f}_2(t) \ \forall t$$

existiert stets eine Konstante C mit

$$f_1(t) = f_2(t) + C \quad \forall t .$$

Beweisskizze: Nach dem Mittelwertsatz der Differentialrechnung und aufgrund der Linearität (3.21) der Differentiation gilt

$$(f_1(t) - f_2(t)) - \underbrace{(f_1(0) - f_2(0))}_{\stackrel{\text{def}}{=} C} \underbrace{= 0}_{\text{Mittelwertsatz}} \underbrace{\left(\dot{f}_1(t') - \dot{f}_2(t')\right)}_{=0} t$$

für geeignetes $t' \in [0, t]$.

Wendet man (3.47) auf $\ddot{\mathbf{x}}$ anstelle von $\dot{\mathbf{x}}$ an, so ergibt sich

$$\ddot{\mathbf{x}}_1(t) = \ddot{\mathbf{x}}_2(t) \,\forall t \implies \dot{\mathbf{x}}_1(t) - \dot{\mathbf{x}}_2(t) \text{ unabhängig von } t. \tag{3.48}$$

Folgerung: Zwei Bahnbewegungen stimmen überein, wenn sie gleiche Anfangsbedingungen erfüllen und ihre Beschleunigungen zu jedem Zeitpunkt übereinstimmen, d.h.:

$$\begin{vmatrix}
\ddot{\mathbf{x}}_1(t) &= \ddot{\mathbf{x}}_2(t) \,\forall t \\
\dot{\mathbf{x}}_1(t_0) &= \dot{\mathbf{x}}_2(t_0) \\
\mathbf{x}_1(t_0) &= \mathbf{x}_2(t_0)
\end{vmatrix} \Longrightarrow \mathbf{x}_1(t) = \mathbf{x}_2(t) \,\forall t. \tag{3.49}$$

In der Praxis ist es natürlich ebenso wichtig, zu vorgegebenen Anfangsbedingungen (3.46) und zu vorgeg. $\ddot{\mathbf{x}}(t)$ die Bahnkurve konkret zu **bestimmen**. Dazu untersuchen wir zunächst das folgende vereinfachte

Problem: Von einer differenzierbaren Funktion f(t) sei die Ableitung $\dot{f}(t)$ bekannt und stetig. ¹⁹ Außerdem sei der Wert $f(t_0)$ bekannt. Man bestimme f(t) für alle $t > t_0$.

Lösung: Für festes $t > t_0$ und eine Unterteilung

$$t_0 < t_1 < \ldots < t_n = t$$

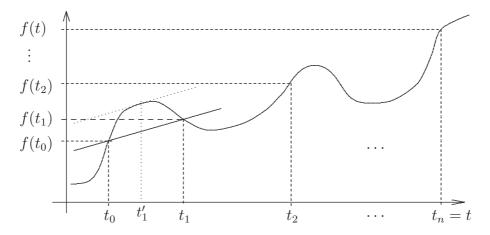
des Intervalls $[t_0, t]$ gilt

$$f(t) - f(t_0) = \sum_{\nu=1}^{n} (f(t_{\nu}) - f(t_{\nu-1}))$$

und somit nach dem Mittelwertsatz der Differentialrechnung

$$f(t) - f(t_0) = \sum_{\nu=1}^{n} \dot{f}(t'_{\nu})(t_{\nu} - t_{\nu-1})$$
(3.50)

mit geeigneten $t'_{\nu} \in [t_{\nu-1}, t_{\nu}]$:



Mit feiner werdender Intervallunterteilung wird es immer unwesentlicher, welche $t'_{\nu} \in [t_{\nu-1}, t_{\nu}]$ man in (3.50) einsetzt; denn:

Lemma 3.3.2

Gegeben: (i) stetige Funktion g(t)

(ii) Zeitintervall $[t_0, \bar{t}]$

____ Version vom 26. März 2009

¹⁹Die Stetigkeit von $\dot{f}(t)$ ist nicht selbstverständlich, wie das Beispiel $f(t) = t^2 \sin(t_0/t)$ zeigt.

g(t) ist gleichmäßig stetig auf $[t_0, \bar{t}]$, d.h. zu jedem $\epsilon > 0$ Behauptung: existiert ein $\delta > 0$ mit:

Folgerung 3.3.3

(i) $g(t), t_0, \bar{t}$ wie in Lemma 3.3.2 (ii) $\epsilon > 0$ Gegeben:

Behauptung: Es existiert ein $\delta>0$ derart, daß für jede Intervalleinteilung $t_0 < t_1 < \ldots < t_n = \bar{t} \ mit$

$$|t_{\nu} - t_{\nu-1}| < \delta \ \text{für } \nu = 1, \dots, n$$

(n beliebig) und für jede Auswahl $t'_{\nu}, t''_{\nu} \in [t_{\nu-1}, t_{\nu}]$

$$|\epsilon|t_0 - t| \ge \left| \sum_{\nu=1}^n g(t'_{\nu})(t_{\nu} - t_{\nu-1}) - \sum_{\nu=1}^n g(t''_{\nu})(t_{\nu} - t_{\nu-1}) \right|$$

gilt.

Zumindest für stetige $g(t) = \dot{f}(t)$ gilt also:²⁰

$$\int_{t_0}^{t} g(t') dt' \stackrel{\text{def}}{=} \lim_{\delta \to 0} \sup_{\substack{t_0 < t_1 < \dots < t_n = t \\ t_{\nu} - t_{\nu-1} < \delta}} \sum_{\nu=1}^{n} \sup_{\substack{t'_{\nu} \in [t_{\nu-1}, t_{\nu}]}} g(t'_{\nu})(t_{\nu} - t_{\nu-1})$$

$$= \lim_{\delta \to 0} \inf_{\substack{t_0 < t_1 < \dots < t_n = t \\ t_{\nu} - t_{\nu-1} < \delta}} \sum_{\nu=1}^{n} \inf_{\substack{t'_{\nu} \in [t_{\nu-1}, t_{\nu}] \\ t_{\nu} \in [t_{\nu-1}, t_{\nu}]}} g(t'_{\nu})(t_{\nu} - t_{\nu-1}) \quad (3.51)$$

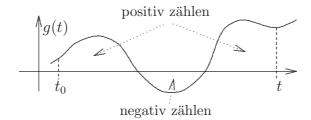
$$= f(t) - f(t_0) \quad \text{für } q = \dot{f}. \quad (3.52)$$

Allgemein nennt man eine Funktion g(t) RIEMANN-integrabel (über $[t_0, t]$), wenn in (3.51) beide Grenzwerte existieren und übereinstimmen. Den mit $\int_{t}^{t} g(t') dt'$ bezeichneten Grenzwert nennt man dann das bestimmte RIEMANN-Integral von g über $[t_0, t]$.

____ Version vom 26. März 2009 ____ 20 Für jede stetige Funktion g(t) ist das bestimmte RIEMANN-Integral $f(t) \stackrel{\text{def}}{=} \int_{t}^{t} g(t') \, \mathrm{d}t'$ (zu festem t_0) eine **Stammfunktion** von g(t), d.h. es gilt $g(t) = \dot{f}(t)$ — wie in der Hauptsatzkantate von Friedrich Wille (Wille, 1992) besungen.

Anmerkungen:

1. Das Integral $\int_{t_0}^t g(t') dt'$ läßt sich offensichtlich anschaulich als 'Flächeninhalt' deuten:



2. Die (hier nicht in dieser Allgemeinheit begründete) Aussage

$$\frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}t} \int_{t_0}^t g(t') \, \mathrm{d}t' = g(t)$$

für RIEMANN-integrable Funktionen g, die an der betrachteten Stelle t stetig sind, wird als Hauptsatz der Differential- und Integral rechnung bezeichnet. 21

3. Bzgl. anderer Integralbegriffe siehe Kapitel 2 von (Lücke, fuan).

Mit der üblichen Definition

$$\int_{t_0}^t g(t') dt' \stackrel{\text{def}}{=} \begin{cases} -\int_t^{t_0} g(t') dt' & \text{für } t < t_0 \\ 0 & \text{für } t = t_0 \end{cases}$$

bleibt der Hauptsatz auch für $t \leq t_0$ gültig!

Konsistent mit den bisherigen Ausführungen ist die — gemäß Lemma 3.3.1 erlaubte — Definition des sog. NEWTON-Integrals²²

$$\int_{t_1}^{t_2} f(t) dt \stackrel{\text{def}}{=} F(t_2) - F(t_2),
\mathbf{falls} \quad \dot{F}(t) = f(t) \quad \forall t \in [\min\{t_1, t_2\}, \max\{t_1, t_2\}],$$
(3.53)

auf die wir uns im Folgenden beschränken wollen.

Version vom 26. März 2009

 $^{^{21}}$ Aber selbst für stetige Funktionen läßt sich die Stammfunktion nicht immer mithilfe elementarer Funktionen ausdrücken. Das ist z.B. für die Funktion $\frac{\sin(\lambda)}{\lambda}$ der Fall, deren bei 0 verschwindende Stammfunktion man als *Integralsinus* bezeichnet.

²²Bzgl. der Verallgemeinerung auf Mehrfachintegrale siehe (Mutze, 2004).

3.3.3 Eigenschaften des Integrals und Konsequenzen für das Anfangswertproblem

Das Integral besitzt offensichtlich die Linearitätseigenschaft

$$\int_{t_0}^t \left(\alpha g_1(t') + \beta g_2(t') \right) dt' = \alpha \int_{t_0}^t g_1(t') dt' + \beta \int_{t_0}^t g_2(t') dt'$$
 (3.54)

sowie die Additivitätseigenschaft

$$\int_{t_1}^{t_3} g(t') dt' = \int_{t_1}^{t_2} g(t') dt' + \int_{t_2}^{t_3} g(t') dt' \quad \forall t_1, t_2, t_3 \in \mathbb{R}$$
 (3.55)

hinsichtlich der Integrationswege. Außerdem folgt aus (3.51) (für $t_1 < t_2$)

$$h(t) \ge 0 \quad \forall t \in [t_1, t_2]$$

$$\implies \inf_{t' \in [t_1, t_2]} g(t) \int_{t_1}^{t_2} h(t) \, \mathrm{d}t \le \int_{t_1}^{t_2} g(t) h(t) \, \mathrm{d}t \le \sup_{t' \in [t_1, t_2]} g(t') \int_{t_1}^{t_2} h(t) \, \mathrm{d}t$$
(3.56)

und somit aufgrund des gewöhnlichen Mittelwertsatzes (für g(t)):

Satz 3.3.4 (Mittelwertsatz der Integralrechnung)

Gegeben:

- (i) Zeitpunkte $t_1 < t_2$
- (ii) stetige Funktion g(t)
- (iii) **nichtnegative** RIEMANN-integrable Funktion h(t)

Behauptung:
$$\int_{t_1}^{t_2} g(t)h(t) dt = g(t') \int_{t_1}^{t_2} h(t) dt \text{ für geeign. } t' \in [t_1, t_2]$$

Hieraus erkennt man (mit (3.54), (3.55)) z.B. die **stetige** Abhängigkeit des Integrals $\int_{t_1}^{t_2} g(t) dt$ vom **Integranden** g(t) sowie von den Integrationsgrenzen t_1, t_2 .

Für differenzierbares $\mathbf{x}(t)$ ergibt sich mit der (3.53) entsprechenden Definition

$$\int_{t_1}^{t_2} \dot{\mathbf{x}}(t') \, \mathrm{d}t \stackrel{\mathrm{def}}{=} \mathbf{x}(t_2) - \mathbf{x}(t_1)$$
(3.57)

für jede Basis $\{\mathbf{b}_1, \mathbf{b}_2, \mathbf{b}_3\}$ gemäß (3.53) und Lemma 3.2.1:

$$\int_{t_1}^{t_2} \begin{pmatrix} \dot{x}^1(t) \\ \dot{x}^2(t) \\ \dot{x}^3(t) \end{pmatrix} dt = \begin{pmatrix} \int_{t_1}^{t_2} \dot{x}^1(t) dt \\ \int_{t_1}^{t_2} \dot{x}^2(t) dt \\ \int_{t_1}^{t_2} \dot{x}^3(t) dt \end{pmatrix} \text{ bzgl. } \{\mathbf{b}_1, \mathbf{b}_2, \mathbf{b}_3\}, \tag{3.58}$$

wobei:
$$\dot{\mathbf{x}}(t) = \begin{pmatrix} \dot{x}^1(t) \\ \dot{x}^2(t) \\ \dot{x}^3(t) \end{pmatrix}$$
 bzgl. $\{\mathbf{b}_1, \mathbf{b}_2, \mathbf{b}_3\}$.

(3.57) auf $\dot{\mathbf{x}}$ anstelle von \mathbf{x} angewandt liefert

$$\dot{\mathbf{x}}(t) = \dot{\mathbf{x}}(t_1) + \int_{t_1}^t \ddot{\mathbf{x}}(t') \,\mathrm{d}t'.$$

Setzt man das in (3.57) ein, so ergibt sich

$$\mathbf{x}(t_2) - \mathbf{x}(t_1) = \int_{t_1}^{t_2} \left(\dot{\mathbf{x}}(t_1) + \int_{t_1}^{t} \ddot{\mathbf{x}}(t') \, \mathrm{d}t' \right) \, \mathrm{d}t$$

und daraus schließlich:

$$\mathbf{x}(t_2) = \mathbf{x}(t_1) + (t_2 - t_1) \,\dot{\mathbf{x}}(t_1) + \int_{t_1}^{t_2} \left(\int_{t_1}^t \ddot{\mathbf{x}}(t') \,\mathrm{d}t' \right) \,\mathrm{d}t \,. \tag{3.59}$$

Mit o.a. Stetigkeitseigenschaften des Integrals erkennt man hieraus:

Man muß $\mathbf{x}_0, \mathbf{v}_0$ und $\ddot{\mathbf{x}}(t')$ für $t \in [t_0, t]$ nicht genau kennen, um $\mathbf{x}(t)$ näherungsweise zu bestimmen.

Anmerkung: Analoge Definitionen und Resultate gelten natürlich auch für Integrationsvariable anderer physikalischer Dimension. Dementsprechend gilt z.B.

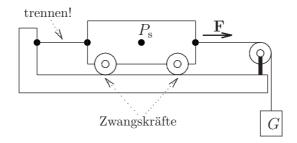
$$\int_{\xi_1}^{\xi_2} f'(\xi) \, \mathrm{d}\xi = f(\xi_1) - f(\xi_2)$$

im Sinne der Anmerkung zu den Differentiationsregeln in 3.2.3.

3.3.4 Die Newtonsche Bewegungsgleichung

Idealisiertes Experiment (in *Inertialsytemen*): Ein starrer Körper \mathcal{K} mit dem Schwerpunkt \underline{P}_{s} (vgl. 2.2.3) werde durch die äußeren Kräfte $\mathbf{F}_{1}, \ldots, \mathbf{F}_{n}, -\mathbf{F}$ in Ruhe gehalten. Dann werde als **einziger** experimenteller Eingriff die Wirkung der Kraft $-\mathbf{F}$ ausgeschaltet.

Beispiel:



Hier müssen insbesondere folgende Voraussetzungen erfüllt sein:

- (i) Masse von $G \ll \text{Wagenmasse}$ (wenn man nicht G zum Wagen zählt),
- (ii) Rollwiderstand vernachlässigbar,
- (iii) Bahn waagerecht,
- (iv) Seile entlang der Waagerechten (durch den Wagenschwerpunkt) gespannt,
- (v) Radmassen vernachlässigbar.

Idealisiertes Beobachtungsresultat:

Die durch den experimentellen Eingriff bewirkte Momentanbeschleunigung von P_s aus der Ruhelage ist für \mathcal{K} stets proportional zu \mathbf{F} .

Die entsprechende, für K charakteristische, Proportionalitätskonstante m bezeichnet man als $träge\ (Ruhe-)\ Masse^{23}\ von\ \mathcal{K}$:²⁴

$$m \ddot{\mathbf{x}}(t_0) = \mathbf{F} \quad \text{für } \dot{\mathbf{x}}(t_0) = 0.$$

Der Begriff der Kraft auf einen Körper in **beliebigem** Bewegungszustand ist äußerst problematisch.²⁵

Für diese Vorlesung sei angenommen, dieser Begriff sei in befriedigender Weise geklärt und es gelte (in hinreichender Näherung) die Newton**sche Bewegungs-** gleichung:

$$m\ddot{\mathbf{x}}(t) = \mathbf{F}(t)$$
,
wobei: $m = \text{vom Inertialsystem unabhängige}$
 $träge (Ruhe-)Masse des Körpers$,
 $\mathbf{x}(t) = \text{Ortsvektorfunktion des Schwerpunktes}$,
 $\mathbf{F}(t) = \text{Vektorsumme aller auf den Körper}$
 $zum Zeitpunkt t einwirkenden Kräfte$. (3.60)

Version vom 26. März 2009

²³Ursprünglich wurde die Masse als *Menge der Materie* aufgefaßt (Sommerfeld, 1964, Seiten 3 und 4).

 $^{^{24}}$ Hier bezeichnet natürlich $\mathbf{x}(t)$ die Ortsvektorfunktion von $\underline{P}_{\mathrm{s}}$ und t_0 den Zeitpunkt des experimentellen Eingriffs.

²⁵Das wird z.B. in der Speziellen Relativitätstheorie recht deutlich.

Warnung: Man darf (3.60) nicht als Definition der (Gesamt-) Kraft auf einen beliebig bewegten Körper auffassen! Ein solcher Kraftbegriff wäre ziemlich nutzlos und auch prinzipiell mit der relativistischen Geschwindigkeitsabhängigkeit der Masse unvereinbar.

Nach (3.59) und (3.60) hängt die Bahnkurve von $\underline{P_s}$ offensichtlich nur von (Gesamt) Masse, Gesamtkraft und Anfangsbedingungen ab. Die genaue Struktur von \mathcal{K} ist unwesentlich. Interessiert man sich nur für die Bewegung von $\underline{P_s}$, nicht jedoch für die zusätzlich möglichen Rotationsbewegungen des Körpers, so ist es also natürlich, \mathcal{K} idealisiert als Massenpunkt zu betrachten.

3.4 Erhaltungssätze für Massenpunktsysteme

3.4.1 Impulssatz/Schwerpunktsatz

Die Größe $\mathbf{p}(t) \stackrel{\text{def}}{=} m \dot{\mathbf{x}}(t)$ für einen Massenpunkt m mit der Ortsvektorfunktion $\mathbf{x}(t)$ bezeichnet man als den $Impuls^{26}$ von m zur Zeit t (bzgl. des betr. Bezugssystems). Damit läßt sich (3.60) auch folgendermaßen formulieren:

Die Ableitung des Impulses nach der Zeit stimmt mit der Vektorsumme aller auf m einwirkenden Kräfte überein.

Anmerkung: In dieser Form gilt die Bewegungsgleichung (mit geschwindigkeitsabhängiger Masse) auch in der Speziellen Relativitätstheorie (siehe z.B. Kap. 3 von (Lücke, rel)).

Für Systeme von Massenpunkten²⁷ m_1, \ldots, m_n mit den entspr. Ortsvektorfunktionen $\mathbf{x}_1(t), \ldots, \mathbf{x}_n(t)$, auf die entspr. Kräfte $\mathbf{F}_1(t), \ldots, \mathbf{F}_n(t)$ wirken, folgt hieraus aufgrund der Linearität der Ableitung:

Die zeitliche Ableitung des *Gesamtimpuls*es

. Version vom 26. März 2009

$$\mathbf{P}(t) \stackrel{\text{def}}{=} \sum_{\nu=1}^{n} \mathbf{p}_{\nu}(t)_{=m_{\nu} \dot{\mathbf{x}}_{\nu}(t)}$$

des Massenpunkt-Systems stimmt mit der Vektorsumme

$$\mathbf{F}_{\text{ges.}}(t) \stackrel{\text{def}}{=} \sum_{\nu=1}^{n} \mathbf{F}_{\nu}(t)$$

²⁶Das Wort *Impuls* deutet auf den Kraftstoß hin, der zur Erzeugung des entsprechenden Bewegungszustands aus der Ruhelage heraus nötig ist. Dieser Zusammenhang bleibt auch in der Speziellen Relativitätstheorie erhalten.

²⁷Wir identifizieren der Einfachheit halber die Massenpunkte mit ihren Massen.

aller auf die Massenpunkte einwirkenden Kräfte überein:

$$\frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}t}\mathbf{P}(t) = \mathbf{F}_{\text{ges.}}(t).$$

Speziell ergibt sich daraus der

Impulssatz: Der Gesamtimpuls eines Systems von Massenpunkten ist zeitlich konstant, solange die Summe aller am System angreifenden Kräfte verschwindet.

Entspr. Lemma 2.2.2 definiert man den *Schwerpunkt* des Systems über seinen Ortsvektor

$$\mathbf{X}(t) \stackrel{\text{def}}{=} \frac{m_1 \mathbf{x}_1(t) + \ldots + m_n \mathbf{x}_n(t)}{M} , \quad M \stackrel{\text{def}}{=} m_1 + \ldots + m_n .$$

Aus der Newtonschen Bewegungsgleichung für die einzelnen Massenpunkte ergibt sich damit konsistenterweise²⁸ diejenige für das Gesamtsystem:

Schwerpunktsatz: Der Schwerpunkt eines Systems von Massenpunkten bewegt sich so wie ein einzelner Massenpunkt, dessen Masse mit der Gesamtmasse des Systems übereinstimmt und auf den die Summe aller am System angreifenden Kräfte wirkt:

$$M \ddot{\mathbf{X}}(t) = \mathbf{F}_{\text{ges}}(t)$$
.

3.4.2 Drehimpulssatz/Flächensatz

Die Größe $\mathbf{l}(t) \stackrel{\text{def}}{=} \mathbf{x}(t) \times \mathbf{p}(t)$ für einen Massenpunkt mit der Ortsvektorfunktion $\mathbf{x}(t)$ (bzgl. P_0) und dem Impuls $\mathbf{p}(t)$ bezeichnet man als den **Drehimpuls** (bzgl. P_0) dieses Massenpunktes. Gemäß (3.60) gilt dafür

$$\dot{\mathbf{l}}(t) = \mathbf{x}(t) \times \mathbf{F}(t)$$
.

Entsprechend bezeichnet man für ein Massenpunktsystem der in 3.4.1 betrachteten Art

$$\mathbf{L}_{\mathrm{ges.}}(t) \stackrel{\mathrm{def}}{=} \sum_{\nu=1}^{n} \underbrace{\mathbf{l}_{\nu}(t)}_{=\mathbf{x}_{\nu}(t) \times m_{\nu}} \dot{\mathbf{x}}_{\nu}(t)$$

als den Gesamtdrehimpuls (bzgl. P_0). Dafür gilt (aufgrund der Linearität der Ableitung):

Version vom 26. März 2009 _____

 $^{^{28}}$ Vgl. dazu auch 3.4.3.

Die zeitliche Ableitung des Gesamtdrehimpulses (bzgl. P_0) stimmt für ein System von Massenpunkten mit der Vektorsumme

$$\mathbf{M}_{\mathrm{ges}}(t) \stackrel{\mathrm{def}}{=} \sum_{\nu=1}^{n} \mathbf{x}_{\nu}(t) \times \mathbf{F}_{\nu}(t)$$

aller Drehmomente (bzgl. P_0) überein, die die an den Massenpunkten angreifenden Kräfte erzeugen:

$$\frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}t}\mathbf{L}_{\mathrm{ges.}}(t) = \mathbf{M}_{\mathrm{ges}}(t).$$

Insbesondere ergibt sich daraus der sog.

Drehimpulssatz: Der Gesamtdrehimpuls (bzgl. P_0) eines Systems von Massenpunkten ist zeitlich konstant, solange die Summe aller Drehmomente (bzgl. P_0), die die an den Massenpunkten angreifenden Kräfte erzeugen, verschwindet.

Der Gesamtdrehimpuls stimmt i.a. nicht mit dem sog. **Bahndrehimpuls** (bzgl. P_0)

$$\mathbf{L}_{\mathrm{Bahn}}(t) \stackrel{\mathrm{def}}{=} \mathbf{X}(t) \times \mathbf{P}(t)$$
,

wobei:
$$\mathbf{P}(t) \stackrel{\text{def}}{=} \sum_{\nu=1}^{n} \mathbf{p}_{\nu}(t) = (m_1 + \ldots + m_n) \dot{\mathbf{X}}(t)$$
,

des Systems überein. Die Differenz

$$\mathbf{L}_{\text{eigen}}(t) \stackrel{\text{def}}{=} \mathbf{L}_{\text{ges.}}(t) - \mathbf{L}_{\text{Bahn}}(t)$$

bezeichnet man als den Eigendrehimpuls des Systems. Für den Eigendrehimpuls ergibt sich somit 29

$$\mathbf{L}_{\text{eigen}}(t) = \sum_{\nu=1}^{n} (\mathbf{x}_{\nu}(t) - \mathbf{X}(t)) \times (m_{\nu} \dot{\mathbf{x}}_{\nu}(t))$$

$$= \sum_{\nu=1}^{n} (\mathbf{x}_{\nu}(t) - \mathbf{X}(t)) \times m_{\nu} (\dot{\mathbf{x}}_{\nu}(t) - \mathbf{V}) \quad \forall \mathbf{V} \in \mathbb{R}^{3}.$$
(3.61)

Er stimmt also mit dem Gesamtdrehimpuls bzgl. des Schwerpunktes überein³⁰ und ist von der Wahl des Inertialsystems unabhängig.

Version vom 26. März 2009

29 Die zweite Gleichung folgt aus $\sum_{\nu=1}^{n} m_{\nu} \left(\mathbf{x}_{\nu}(t) - \mathbf{X}(t) \right) = 0.$

 $^{^{30} \}mathrm{Diese}$ Aussage entspricht dem sog. Steinerschen~Satz für Trägheitsmomente.

Konsistenterweise gilt für den Bahndrehimpuls

$$\dot{\mathbf{L}}_{\mathrm{Bahn}}(t) = \mathbf{X}(t) \times \mathbf{F}_{\mathrm{ges.}}(t)$$

und für den Eigendrehimpuls

$$\dot{\mathbf{L}}_{\text{eigen}}(t) = \sum_{\nu=1}^{n} \left(\mathbf{x}_{\nu}(t) - \mathbf{X}(t) \right) \times \mathbf{F}_{\nu}(t) .$$

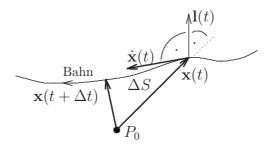
Ein (starrer) Körper \mathcal{K} läßt sich in beliebig guter Näherung als System von (starr zueinander angeordneten) Massenpunkten betrachten. Idealisiert man \mathcal{K} als Massenpunkt, so ist dessen Drehimpuls $\mathbf{l}(t)$ also als Bahndrehimpuls des ausgedehnten Körpers anzusehen.

Für einen Massenpunkt m bezeichnet man

$$\frac{1}{2}\mathbf{x}(t) \times \dot{\mathbf{x}}(t) = \frac{1}{2m}\mathbf{l}(t)$$

als die Flächengeschwindigkeit bzgl. P_0 ; denn:

$$\left| \frac{1}{2} \mathbf{x}(t) \times \dot{\mathbf{x}}(t) \right| = \begin{cases} \text{Betrag der zeitlichen Ableitung des Inhalts} \\ \text{der vom Ortsvektor überstrichenen Fläche} . \end{cases}$$
 (3.62)



Damit ergibt sich der sog.

Flächensatz (für Massenpunkte): Folgende Aussagen sind äquivalent:

- 1. Die Flächengeschwindigkeit (bzgl. P_0) ist zeitlich konstant.
- 2. Der Drehimpuls (bzgl. P_0) ist zeitlich konstant.
- 3. Der Ortsvektor (bzgl. P_0) bewegt sich in der zum Drehimpuls senkrechten Ebene (die P_0 enthält) und überstreicht in gleichen Zeiträumen Flächen gleichen Inhalts.
- 4. Die Gesamtkraft ist eine **Zentralkraft** bzgl. P_0 , d.h. sie zeigt stets entweder zu P_0 hin oder von P_0 weg.

3.4.3 Innere und äußere Kräfte

Betrachtet sei wieder ein System von Massenpunkten m_1, \ldots, m_n mit den Ortsvektorfunktionen $\mathbf{x}_1(t), \ldots, \mathbf{x}_n(t)$. Mit $\mathbf{F}_{\nu\mu}(t)$ sei jeweils die Kraft bezeichnet, die m_{μ} auf m_{ν} ausübt. Für die sog. **inneren Kräfte**

$$\mathbf{F}_{\nu\mu}^{\mathrm{inn}}(t) \stackrel{\mathrm{def}}{=} \frac{1}{2} \left(\mathbf{F}_{\nu\mu}(t) - \mathbf{F}_{\mu\nu}(t) \right) \quad \forall \nu, \mu \in \{1, \dots, n\}$$

gilt dann

$$\mathbf{F}_{\nu\mu}(t) = -\mathbf{F}_{\mu\nu}(t) \quad \forall \, \nu, \mu \in \{1, \dots, n\}$$
 (3.63)

 $(Aktion = Reaktion^{31})$. Weiterhin definiert man die sog. äußeren Kräfte

$$\mathbf{F}_{\nu}^{\ddot{\mathrm{a}}\mathrm{u}\beta}(t) \stackrel{\mathrm{def}}{=} \mathbf{F}_{\nu}(t) - \sum_{\mu=1}^{n} \mathbf{F}_{\nu\mu}^{\mathrm{inn}}(t) \quad \forall \, \nu \in \{1, \dots, n\}$$

wobei jeweils $\mathbf{F}_{\nu}(t)$ die Summe aller auf m_{ν} wirkenden Kräfte bezeichnet. Dafür gilt

$$\sum_{\nu=1}^{n} \mathbf{F}_{\nu}(t) = \sum_{\nu=1}^{n} \mathbf{F}_{\nu}^{\text{äuß}}(t)$$
 (3.64)

und

$$\sum_{\mu=1}^{n} \mathbf{x}_{\nu}(t) \times \mathbf{F}_{\nu}(t) = \sum_{\mu=1}^{n} \mathbf{x}_{\nu}(t) \times \mathbf{F}_{\nu}^{\text{aug}}(t),$$
falls $\mathbf{F}_{\nu\mu}^{\text{inn}}(t) = f_{\nu\mu}(t) \left(\mathbf{x}_{\nu}(t) - \mathbf{x}_{\mu}(t) \right)$ für $\nu, \mu = 1, \dots, n$. (3.65)

Beweisskizze zu (3.65):

$$\sum_{\nu=1}^{n} \mathbf{x}_{\nu}(t) \times \sum_{\mu=1}^{n} \mathbf{F}_{\nu\mu}^{\text{inn}}(t) = \frac{1}{2} \sum_{\nu,\mu=1}^{n} \left(\mathbf{x}_{\nu}(t) \times \mathbf{F}_{\nu\mu}^{\text{inn}}(t) + \mathbf{x}_{\mu}(t) \times \mathbf{F}_{\mu\nu}^{\text{inn}}(t) \right)$$

$$= \frac{1}{2} \sum_{\nu,\mu=1}^{n} \underbrace{\left(\mathbf{x}_{\nu}(t) - \mathbf{x}_{\mu}(t) \right) \times \mathbf{F}_{\nu\mu}^{\text{inn}}(t)}_{=0 \text{ n. Vorauss.}}.$$

Gemäß (3.64) sind bei Anwendung des Impulssatzes und gemäß (3.65) gewöhnlich auch bei Anwendung des Drehimpulssatzes nur die äußeren Kräfte zu beachten, die in aller Regel der physikalischen Intuition entsprechen. In diesem Sinne erklärt sich die in 2.2.3 hervorgehobene Erfahrungstatsache bzgl. gleichförmiger Bewegung starrer Körper.

3.4.4 Energiesatz

Zunächst sei wieder ein Massenpunkt m mit der Ortsvektorfunktion $\mathbf{x}(t)$ betrachtet. Elementare Rechnung liefert dafür

$$\frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}t} \frac{m}{2} \left| \dot{\mathbf{x}}(t) \right|^2 = m \, \dot{\mathbf{x}}(t) \cdot \ddot{\mathbf{x}}(t) = \frac{\dot{\mathbf{x}}(t) \cdot \mathbf{F}(t)}{(3.60)}.$$

Mit (3.57) folgt daraus unmittelbar:

$$(3.60) \Longrightarrow \frac{m}{2} |\dot{\mathbf{x}}(t)|^2 - \frac{m}{2} |\dot{\mathbf{x}}(t_0)|^2 = \int_{t_0}^t \dot{\mathbf{x}}(t') \cdot \mathbf{F}(t') \, \mathrm{d}t'.$$
 (3.66)

Man bezeichnet $\frac{m}{2} |\dot{\mathbf{x}}(t)|^2$ als die **kinetische Energie** des Massenpunktes m zur Zeit t. Das Skalarprodukt $\dot{\mathbf{x}}(t) \cdot \mathbf{F}(t)$ bezeichnet man als die von der Gesamtkraft $\mathbf{F}(t)$ zur Zeit t an m erbrachte **Leistung**, das Integral $\int_{t_0}^t \dot{\mathbf{x}}(t') \cdot \mathbf{F}(t') \, \mathrm{d}t'$ als die während des Zeitintervalls $[t_0, t]$ an m verrichtete **Arbeit**. Damit besagt (3.66):

Die Änderung der kinetischen Energie eines Massenpunktes stimmt mit der an ihm verrichteten Arbeit überein.

Oft existiert eine sog. **Potential**-Funktion $V(\mathbf{x})$ mit

$$\frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}t}V(\mathbf{x}(t)) = -\dot{\mathbf{x}}(t) \cdot \mathbf{F}(t) \quad \text{für jeden Bewegungsablauf}. \tag{3.67}$$

Beispiele:³²

Kraftquelle	$\mathbf{F}(t)$	$V\Big(\mathbf{x}(t)\Big)$
homogenes Schwerefeld	$m \mathbf{g}$	$-m \mathbf{g} \cdot \mathbf{x}(t)$
ideale Feder	$-\kappa \mathbf{x}(t)$	$+\frac{\kappa}{2}\left \mathbf{x}(t)\right ^2$
Schwerefeld einer Punktmasse M	$-G \frac{mM}{ \mathbf{x}(t) ^3} \mathbf{x}(t)$	$-G\frac{mM}{ \mathbf{x}(t) }$

Daß die für die ideale Feder und das inhomogene Schwerefeld angegebenen \mathbf{F}, V der Bedingung (3.67) genügen, folgt aus der allgemeinen Beziehung³³

$$\frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}t} U(|\mathbf{x}(t)|) = \dot{\mathbf{x}}(t) \cdot \frac{\mathbf{x}(t)}{|\mathbf{x}(t)|} \frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}r} U(r)_{|r=|\mathbf{x}(t)|}.$$
(3.68)

$$\frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}t} \left| \mathbf{x}(t) \right| = \frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}t} \sqrt{\mathbf{x}(t) \cdot \mathbf{x}(t)} = \dot{\mathbf{x}}(t) \cdot \frac{\mathbf{x}(t)}{\left| \mathbf{x}(t) \right|}.$$

Version vom 26. März 2009

 $^{^{32}\}mathrm{Vgl.}$ 3.5.1 und 3.5.3 .

³³Man beachte die Kettenregel und die daraus mit der Produktregel folgende Beziehung

Aus (3.67) und (3.66) folgt mit (3.57):

$$(3.60) \Longrightarrow \frac{m}{2} |\dot{\mathbf{x}}(t)|^2 + V(\mathbf{x}(t)) \quad \text{unabhängig von } t.$$
 (3.69)

Kräfte vom Typ (3.67) bezeichnet man dementsprechend als **konservativ**. $V(\mathbf{x})$ bezeichnet man als die **potentielle Energie** des Massenpunktes am $\mathbf{x}(t)$ entprechenden Ort, da dieser Betrag gemäß (3.69) unter Umständen in kinetische Energie umgewandelt werden kann.

Unter der kinetischen Energie eines Systems von Massenpunkten m_1, \ldots, m_n versteht man die Summe der kinetischen Energien der einzelnen Massenpunkte:

$$E_{\text{ges}}^{\text{kin}}(t) \stackrel{\text{def}}{=} \sum_{\nu=1}^{n} \frac{m_{\nu}}{2} \left| \dot{\mathbf{x}}_{\nu}(t) \right|^{2}.$$

Existieren zu den entsprechend 3.4.3 bezeichneten Kräften Potentialfunktionen $V_{\nu}(\mathbf{x}), V_{\nu\mu}(\mathbf{x})$, die den Bedingungen

$$\frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}t} V_{\nu} \Big(\mathbf{x}_{\nu}(t) \Big) = -\dot{\mathbf{x}}_{\nu}(t) \cdot \mathbf{F}_{\nu}^{\mathrm{äuss}}(t) ,$$

$$\frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}t} V_{\nu\mu} \Big(\mathbf{x}_{\nu}(t) - \mathbf{x}_{\mu}(t) \Big) = -(\dot{\mathbf{x}}_{\nu}(t) - \dot{\mathbf{x}}_{\mu}(t)) \cdot \mathbf{F}_{\nu\mu}^{\mathrm{inn}}(t) \tag{3.70}$$

für jeden Bewegungsablauf genügen, dann bezeichnet man

$$E_{\text{ges}}^{\text{pot}}(t) \stackrel{\text{def}}{=} \sum_{\nu=1}^{n} V_{\nu} \Big(\mathbf{x}_{\nu}(t) \Big) + \frac{1}{2} \sum_{\nu,\mu=1}^{n} V_{\nu\mu} \Big(\mathbf{x}_{\nu}(t) - \mathbf{x}_{\mu}(t) \Big)$$

als die potentielle Energie des Massenpunktsystems zum Zeitpunkt t und erhält in Verallgemeinerung von (3.69) den

Energiesatz: Wirken auf ein System von Massenpunkten nur Kräfte vom Typ (3.70), also nur **Potentialkräfte**, so ist die Gesamtenergie

$$E_{\rm ges}(t) = E_{\rm ges}^{\rm kin}(t) + E_{\rm ges}^{\rm pot}(t)$$

des Systems zeitlich konstant.

Beweis: Analog (3.66) ergibt sich

$$E_{\text{ges}}^{\text{kin}}(t_2) - E_{\text{ges}}^{\text{kin}}(t_1) = \sum_{n=1}^{n} \int_{t_1}^{t_2} \dot{\mathbf{x}}_{\nu}(t) \cdot \mathbf{F}_{\nu}(t) dt \quad \forall t_1, t_2 \in \mathbb{R}.$$

Analog zum Beweis von (3.65) zeigt man:

$$\sum_{\nu=1}^{n} \dot{\mathbf{x}}_{\nu}(t) \cdot \sum_{\mu=1}^{n} \mathbf{F}_{\nu\mu}^{\text{inn}}(t) = \frac{1}{2} \sum_{\nu,\mu=1}^{n} (\dot{\mathbf{x}}_{\nu}(t) - \dot{\mathbf{x}}_{\mu}(t)) \cdot \mathbf{F}_{\nu\mu}^{\text{inn}}(t).$$

Mit (3.70) folgt somit

$$E_{\text{ges}}^{\text{kin}}(t_{2}) - E_{\text{ges}}^{\text{kin}}(t_{1})$$

$$= -\sum_{\nu=1}^{n} \int_{t_{1}}^{t_{2}} \frac{d}{dt} V_{\nu}(\mathbf{x}_{\nu}(t)) dt - \frac{1}{2} \sum_{\nu,\mu=1}^{n} \int_{t_{1}}^{t_{2}} \frac{d}{dt'} V_{\nu\mu}(\mathbf{x}_{\nu}(t) - \mathbf{x}_{\mu}(t)) dt$$

$$= -\left(E_{\text{ges}}^{\text{pot}}(t_{2}) - E_{\text{ges}}^{\text{pot}}(t_{1})\right)$$
(3.57)

und daraus die Behauptung.

Die dem Massenpunktmodell entsprechende kinetische Energie

$$E_{\rm kin}^{\rm trans}(t) \stackrel{\rm def}{=} \frac{M}{2} \left| \dot{\mathbf{X}}(t) \right|^2$$

stellt i.a. nur die kinetische Energie der Translationsbewegung dar; denn:

$$2\left(E_{\text{kin}}^{\text{ges}}(t) - E_{\text{kin}}^{\text{trans}}(t)\right) = \sum_{\nu=1}^{n} 1nm_{\nu} \left|\dot{\mathbf{x}}_{\nu}(t)\right|^{2} - \sum_{\nu=1}^{n} m_{\nu} \left|\dot{\mathbf{X}}(t)\right|^{2}$$

$$= \sum_{\nu=1}^{n} m_{\nu} \left|\dot{\mathbf{x}}_{\nu}(t)\right|^{2} - 2 \sum_{\nu=1}^{n} m_{\nu} \dot{\mathbf{x}}_{\nu} \cdot \dot{\mathbf{X}}(t) + \sum_{\nu=1}^{n} m_{\nu} \left|\dot{\mathbf{X}}(t)\right|^{2}$$

$$= \sum_{\nu=1}^{n} m_{\nu} \left|\dot{\mathbf{x}}_{\nu} - \dot{\mathbf{X}}(t)\right|^{2}$$

$$= \sum_{\nu=1}^{n} m_{\nu} \left|\dot{\mathbf{x}}_{\nu} - \dot{\mathbf{X}}(t)\right|^{2}$$

$$= \text{Energie der Bewegung relativ zum Schwerpunkt}.$$

3.5 Zentralfeld-Probleme

3.5.1 Harmonischer Oszillator

Ein Massenpunkt m mit der Ortsvektorfunktion $\mathbf{x}(t)$ sei durch eine **ideale Feder** der **Federstärke** $\kappa > 0$ mit P_0 verbunden, d.h. die Feder übe die Kraft

$$\mathbf{F}(t) = -\kappa \,\mathbf{x}(t) \tag{3.71}$$

auf den Massenpunkt aus. Falls dies die einzige Kraft ist, die auf m wirkt, nimmt die Newtonsche Bewegungsgleichung (3.60) also die Form

$$m\,\ddot{\mathbf{x}}(t) + \kappa\,\mathbf{x}(t) = 0\tag{3.72}$$

an. Da $\mathbf{F}(t)$ im vorliegenden Falle konservativ ist, gilt entsprechend 3.4.4 der **Energiesatz** in der Form

$$(3.72) \Longrightarrow \frac{m}{2} |\dot{\mathbf{x}}(t)|^2 + \frac{\kappa}{2} |\mathbf{x}(t)|^2 \text{ unabhängig von } t.$$
 (3.73)

Hieraus folgt:³⁴

Zu beliebig vorgegebenen Anfangswerten $\mathbf{x}(t_0)$, $\dot{\mathbf{x}}(t_0)$ existiert höchstens eine Lösung von (3.72).

Falls also auf einen Massenpunkt nur die Kraft (3.71) einer idealen Feder wirkt, führt dieser eine harmonische Schwingung³⁵ um P_0 mit der Kreisfrequenz

$$\omega_0 = \sqrt{\frac{\kappa}{m}}$$

aus:

$$\mathbf{x}(t) = \cos\left(\sqrt{\frac{\kappa}{m}}(t - t_0)\right)\mathbf{x}_0 + \sqrt{\frac{m}{\kappa}}\sin\left(\sqrt{\frac{\kappa}{m}}(t - t_0)\right)\mathbf{v}_0$$

ist die eindeutige Lösung des Anfangswertproblems:

$$m \ddot{\mathbf{x}}(t) + \kappa \mathbf{x}(t) = 0$$
 für alle t ,

$$\mathbf{x}(t_0) = \mathbf{x}_0 \; , \quad \dot{\mathbf{x}}(t_0) = \mathbf{v}_0 \, .$$

3.5.2 Gravitationsgesetz

Aus Beobachtungen der Planetenbewegung schloß Johannes Kepler (1571 - 1630), daß (näherungsweise) folgende drei (nach ihm benannte) Gesetze gelten:

- 1. Jeder Planet durchläuft eine **Ellipsenbahn**, in deren einem Brennpunkt die Sonne 'steht'.
- 2. Die **Flächengeschwindigkeit** eines Planetenortsvektors bzgl. des Brennpunktes, in dem die Sonne steht, ist zeitlich **konstant**.
- 3. Das Verhältnis

$$\frac{(\text{L\"{a}nge der großen Halbachse})^3}{(\text{Umlaufzeit})^2}$$

ist für alle Planetenbahnen gleich.

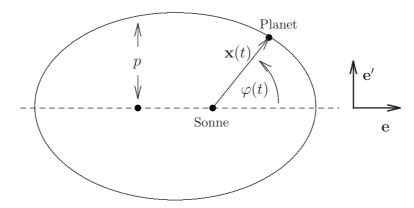
Das 1. KEPLERsche Gesetz besagt also, daß für einen Planeten die Ortsvektorfunktion $\mathbf{x}(t)$ bzgl. der Sonne von der Form (3.3) ist:

$$\mathbf{x}(t) = \frac{p}{1 + \epsilon \cos \varphi(t)} \left(\cos \varphi(t) \mathbf{e} + \sin \varphi(t) \mathbf{e}'\right). \tag{3.74}$$

Version vom 26. März 2009

 $^{^{34}}$ Die Differenz zweier Lösungen zu gleichen Anfangsbedingungen ist eine Lösung von (3.72) mit Anfangsenergie 0, nach (3.73) also für alle Zeiten 0.

³⁵Siehe Übungsaufgabe 22.



Die Ableitung von (3.74) ist

$$\dot{\mathbf{x}}(t) = \frac{1}{p}\dot{\varphi}(t)|\mathbf{x}(t)|^2 \left(-\sin\varphi(t)\ \mathbf{e}\ +\ (\epsilon + \cos\varphi(t))\ \mathbf{e}'\right) \tag{3.75}$$

(Beweis als Übungsvorschlag). Da allgemein

$$\mathbf{x}(t) = |\mathbf{x}(t)| \left(\cos \varphi(t) \mathbf{e} + \sin \varphi(t) \mathbf{e}'\right) \Longrightarrow |\mathbf{x}(t) \times \dot{\mathbf{x}}(t)| = |\dot{\varphi}(t)|\mathbf{x}(t)|^{2}$$
(3.76)

gilt (Beweis als Übungsvorschlag), besagt das 2. Keplersche Gesetz:

$$\frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}t} \left(\dot{\varphi}(t) |\mathbf{x}(t)|^2 \right) = 0. \tag{3.77}$$

Aus (3.75) folgt damit

$$\ddot{\mathbf{x}}(t) = -\frac{1}{p} (\dot{\varphi}(t))^{2} |\mathbf{x}(t)| \mathbf{x}(t)$$

$$= -\underbrace{\frac{1}{p} (\dot{\varphi}(t) |\mathbf{x}(t)|^{2})^{2}}_{\text{def}} \frac{\mathbf{x}(t)}{|\mathbf{x}(t)|^{3}}.$$

Mit der Newtonschen Bewegungsgleichung (3.60) ergibt sich daraus die

Folgerung 3.5.1 Gemäß den ersten beiden Keplerschen Gesetzen ist die Gesamtkraft, die auf einen Planeten wirkt, von der Form

$$\mathbf{F}(t) = -m\lambda \, \frac{\mathbf{x}(t)}{|\mathbf{x}(t)|^3} \;,$$

wobei:

$$\begin{array}{cccc} m & \stackrel{\mathrm{def}}{=} & \mathit{Masse \ des \ Planeten} \,, \\ \mathbf{x}(t) & \stackrel{\mathrm{def}}{=} & \mathit{Ortsvektorfunktion \ des \ Planeten \ bzgl. \ der \ Sonne} \,, \\ \lambda & \stackrel{\mathrm{def}}{=} & \frac{1}{p}|\mathbf{x}(t) \times \dot{\mathbf{x}}(t)|^2 \ \mathbf{zeitunabh\"{a}ngig}} \,, \\ p & \stackrel{\mathrm{def}}{=} & \mathit{Halbparameter \ der \ Bahnellipse} \,. \end{array}$$

Mit

 $T \stackrel{\text{def}}{=} \text{Umlaufzeit des Planeten},$

 $a\ \stackrel{\mathrm{def}}{=}\ \mathrm{L\ddot{a}nge}$ der großen Halbachse der Umlaufbahn

gilt³⁶

$$\pi a \sqrt{ap}$$
 = Ellipsenfläche
 = $T \cdot \text{Betrag der Flächengeschwindigkeit}$
 = $T \cdot \frac{1}{2} |\mathbf{x}(t) \times \dot{\mathbf{x}}(t)|$

und somit:

$$\lambda = 4\pi^2 \frac{a^3}{T^2} \,.$$

Nach dem 3. Keplerschen Gesetz ist also λ für alle Planeten gleich. Aus Symmetriegründen folgerte daraus Isaac Newton (1643-1727) das

Gravitationsgesetz: Ein Massenpunkt m_1 mit der Ortsvektorfunktion $\mathbf{x}_1(t)$ übt auf einen weiteren Massenpunkt m_2 mit der Ortsvektorfunktion $\mathbf{x}_2(t)$ die Anziehungskraft

$$\mathbf{F}(t) = -G \ m_1 \ m_2 \ \frac{\mathbf{x}_2(t) - \mathbf{x}_1(t)}{|\mathbf{x}_2(t) - \mathbf{x}_1(t)|^3}$$

aus, wobei G eine positive universelle *Gravitationskonstante* ist. ³⁷

3.5.3 Kepler-Problem

Problem:

Bestimme alle (hinreichend gutartigen) Ortsvektorfunktionen $\mathbf{x}(t)$, die die Gleichung

$$m\ddot{\mathbf{x}}(t) = -G \, m \, M \, \frac{\mathbf{x}(t)}{|\mathbf{x}(t)|^3}$$
(3.78)

erfüllen.

 $^{^{36}}$ Als gestauchter Kreis hat die Ellipse mit den Halbachsen-Längen a,b die Fläche $\pi ab = \pi a \sqrt{ap}$ (siehe auch Übungsaufgabe 39).

 $^{^{37}} Den~Wert \approx 6,68 \cdot 10^{-11} \frac{m^3}{kg \; s^3}$ für die Gravitationskonste G erhält man z.B. durch Eingabe von 'G=' in die Suchmaske von http://www.google.de. Bzgl. Präzisionsmessungen von G siehe z.B. (Pohl, 1962, § 30).

Da die (3.78) entsprechende Kraft

$$\mathbf{F}(t) = G \, m \, M \, \frac{\mathbf{x}(t)}{|\mathbf{x}(t)|^3}$$

eine konservative Zentralkraft bzgl. P_0 ist, lassen sich Energie- und Flächensatz anwenden:

$$(3.78) \implies E \stackrel{\text{def}}{=} \frac{m}{2} |\dot{\mathbf{x}}(t)|^2 - \frac{G m M}{|\mathbf{x}(t)|} \text{ zeitlich konstant}, \qquad (3.79)$$

$$(3.78) \implies \mathbf{L} \stackrel{\text{def}}{=} \mathbf{x}(t) \times m \, \dot{\mathbf{x}}(t) \text{ zeitlich konstant}. \tag{3.80}$$

Für eine Kegelschnittbewegung der Form (3.74) gilt

$$\left(\frac{\mathbf{x}(t)}{|\mathbf{x}(t)|} + \epsilon \mathbf{e}\right) \cdot \dot{\mathbf{x}}(t) = 0$$

und somit existiert eine Funktion $\alpha(t)$ mit:

$$\frac{\mathbf{x}(t)}{|\mathbf{x}(t)|} + \epsilon \,\mathbf{e} = \alpha(t) \,(\dot{\mathbf{x}}(t) \times \mathbf{L}) \ . \tag{3.81}$$

Wegen

$$p = |\mathbf{x}(t)| (1 + \epsilon \cos(\angle \mathbf{e}, \mathbf{x}(t)))$$

$$= \left(\frac{\mathbf{x}(t)}{|\mathbf{x}(t)|} + \epsilon \mathbf{e}\right) \cdot \mathbf{x}(t)$$

$$= \alpha(t) (\dot{\mathbf{x}}(t) \times \mathbf{L}) \cdot \mathbf{x}(t)$$

$$= \alpha(t) |\mathbf{L}|^2 / m$$

muß $\alpha(t)$ gemäß (3.80) unabhängig von t sein. Damit ergibt sich

$$\frac{\dot{\mathbf{x}}}{|\mathbf{x}|} - \left(\dot{\mathbf{x}} \cdot \frac{\mathbf{x}}{|\mathbf{x}|^3}\right) \mathbf{x}$$

$$= \frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}t} \left(\frac{\mathbf{x}}{|\mathbf{x}|} + \epsilon \mathbf{e}\right) = \alpha \ddot{\mathbf{x}} \times \mathbf{L}$$

$$= -\alpha G M \frac{\mathbf{x}}{|\mathbf{x}|^3} \times \mathbf{L}$$
(3.82)

und durch Vergleich mit

$$\frac{\mathbf{x}}{|\mathbf{x}|^3} \times \mathbf{L} = \frac{m}{|\mathbf{x}|^3} \mathbf{x} \times (\mathbf{x} \times \dot{\mathbf{x}}) = m \left(\dot{\mathbf{x}} \cdot \frac{\mathbf{x}}{|\mathbf{x}|^3} - \frac{\dot{\mathbf{x}}}{|\mathbf{x}|} \right)$$

schließlich $\alpha = \frac{1}{GmM}$.

Diese Überlegungen führen auf folgende Vermutung:³⁸

Unter der Voraussetzung (3.78) ist der sog. Runge-Lenz- $Vektor^{39}$

$$\Lambda \stackrel{\text{def}}{=} \frac{\dot{\mathbf{x}}(t) \times \mathbf{L}}{G \, m \, M} - \frac{\mathbf{x}(t)}{|\mathbf{x}(t)|}$$
(3.83)

zeitlich konstant (eine Erhaltungsgröße) und mit den Definitionen

$$\varphi'(t) \stackrel{\text{def}}{=} \begin{cases} +\angle \Lambda, \mathbf{x}(t) & \text{falls } (\Lambda, \mathbf{x}(t), \mathbf{L}) \text{ Rechtssystem }, \\ -\angle \Lambda, \mathbf{x}(t) & \text{falls } (\Lambda, \mathbf{x}(t), \mathbf{L}) \text{ Linkssystem} \end{cases}$$

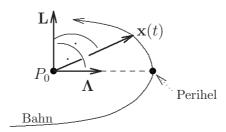
$$\epsilon \stackrel{\text{def}}{=} |\Lambda|,$$

$$p \stackrel{\text{def}}{=} \frac{|\mathbf{L}|^2}{G m^2 M}$$

$$(3.84)$$

gilt für den Fall $\mathbf{L} \neq 0 \neq \mathbf{\Lambda}$:

$$\mathbf{x}(t) = \frac{p}{1 + \epsilon \cos \varphi(t)} \left(\cos \varphi(t) \frac{\mathbf{\Lambda}}{|\mathbf{\Lambda}|} + \sin \varphi(t) \frac{\mathbf{L} \times \mathbf{\Lambda}}{|\mathbf{L} \times \mathbf{\Lambda}|} \right)$$
mit: $1 + \epsilon \cos \varphi(t) > 0$. (3.85)



Bestätigung: Die zeitliche Konstanz des Runge-Lenz-Vektors folgt mit dem Flächensatz gemäß

$$\frac{d}{dt} \mathbf{\Lambda} = \underbrace{\frac{\ddot{\mathbf{x}} \times \mathbf{L}}{GmM}}_{= \underbrace{\frac{d}{dt} \frac{\mathbf{x}}{|\mathbf{x}|}}_{|\mathbf{x}|^3} - \underbrace{\frac{d}{dt} \frac{\mathbf{x}}{|\mathbf{x}|}}_{= \frac{d}{dt} \frac{\dot{\mathbf{x}}}{|\mathbf{x}|} - \frac{\mathbf{x} \cdot \dot{\mathbf{x}}}{|\mathbf{x}|^3} \mathbf{x}}_{= \underbrace{(2.23)}^{-\frac{(\mathbf{x} \cdot \dot{\mathbf{x}})\mathbf{x} - (\mathbf{x} \cdot \mathbf{x})\dot{\mathbf{x}}}{|\mathbf{x}|^3}}$$

Weiterhin gilt

$$|\mathbf{x}| \mathop{=}_{(\mathbf{3.83})} \frac{\dot{\mathbf{x}} \times \mathbf{L}}{G\,m\,M} \cdot \mathbf{x} - \mathbf{\Lambda} \cdot \mathbf{x} \mathop{=}_{(\mathbf{3.84})} p - \epsilon\,|\mathbf{x}|\cos\varphi\,,$$

d.h.

$$|\mathbf{x}| (1 + \epsilon \cos \varphi) = p > 0,$$

und damit auch (3.85).

³⁹Siehe dazu auch (Argüeso und Sanz, 1984) und (Leach und Flessas, 2003).

_ Version vom 26. März 2009 _

Für $\mathbf{\Lambda} \neq 0 \neq \mathbf{L}$ gilt im $\boldsymbol{Perihel}$ (Bahnpunkt mit $\varphi = 0)$

$$|\mathbf{x}| = \frac{p}{1+\epsilon}$$

und, da die Geschwindigkeit dort senkrecht zum Ortsvektor (bzgl. des Brennpunktes), also $|\mathbf{L}| = |\mathbf{x}|m|\dot{\mathbf{x}}|$ ist:⁴⁰

$$\frac{m}{2}|\dot{\mathbf{x}}(t)|^2 = \frac{|\mathbf{L}|^2}{2m|\mathbf{x}|^2} = \frac{G \, m \, M}{2|\mathbf{x}|^2} p.$$

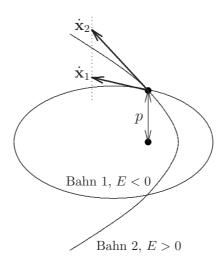
Gemäß (3.79) ergibt sich damit

$$E = \frac{G m M}{2p} (\epsilon^2 - 1). \tag{3.86}$$

Nach den Darlegungen von 3.1.3–3.1.5 gilt also:

Für
$$\underline{\mathbf{L} \neq 0 \neq \mathbf{\Lambda}}$$
:
$$\mathrm{Bahnkurve} \ = \left\{ \begin{array}{l} \mathrm{Ellipse}, \ \mathrm{falls} \ E < 0 \,, \\ \mathrm{Parabel}, \ \mathrm{falls} \ E = 0 \,, \\ \mathrm{Hyperbel}, \ \mathrm{falls} \ E > 0 \,. \end{array} \right.$$

Beispiel für Bahnen gleichen Drehimpulses:⁴¹



Für den Betrag der großen Halbachse einer Ellipse folgt aus (3.4) und (3.6):

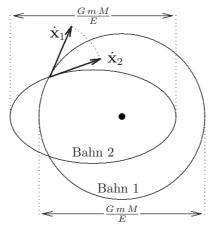
$$|\mathbf{a}| = \frac{p}{1 - \epsilon^2} \underset{(3.86)}{=} -\frac{G \, m \, M}{2 \, E}$$

Version vom 26. März 2009

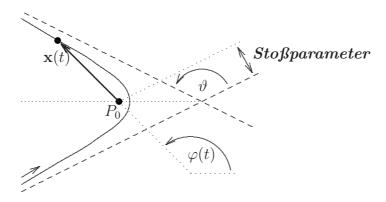
 $^{^{40}}$ Vgl. auch (3.89).

⁴¹Vgl. (3.84). I.a. müssen natürlich weder die Bahnebenen noch die Perihelausrichtungen übereinstimmen.

Damit ergibt sich als Beispiel für $gebundene \ Zustände$ gleicher Energie (E < 0, Planeten):



Für Streuzustände (E > 0) ergibt sich schließlich folgendes Bild:



Wegen

$$(1 + \epsilon \cos \varphi) \to 0$$
 für $\varphi \to \frac{\vartheta}{2} + \frac{\pi}{2}$

gilt dabei für den $Streuwinkel \vartheta$:

$$\sin\frac{\vartheta}{2} = \frac{1}{\epsilon}$$

Abschließende Bemerkungen:

- (i) Im Falle $\mathbf{\Lambda}=0$ gilt $\frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}t}|\mathbf{x}|^2=2\dot{\mathbf{x}}\cdot\mathbf{x}\underset{(\mathbf{3.83})}{=}0$, d.h. es liegt eine Kreisbahn vor.
- (ii) Im Falle $\mathbf{L} = 0$ ist $\frac{\mathbf{x}}{|\mathbf{x}|}$ zeitlich konstant, d.h. die Bahn liegt auf einer Geraden durch P_0 . Nach dem Energiesatz kann die Ortsvektorfunktion dann nicht für alle Zeiten gutartig sein (divergierende Geschwindigkeit bei Annäherung an P_0).

(iii) Für $\mathbf{L} \neq 0$ läßt sich $\varphi(t)$, vom Spezialfall der Kreisbahn abgesehen, nicht in geschlossener Form angeben, wohl aber implizit, indem man t als monoton wachsende Funktion von φ bestimmt:

$$\sqrt{\frac{GM}{p^3}} t = \frac{|\mathbf{L}|}{m p^2} t = \int_0^t \frac{|\mathbf{x}(t') \times \dot{\mathbf{x}}(t')|}{p^2} dt'$$

$$= \int_0^t \frac{\dot{\varphi}(t') dt'}{(1 + \epsilon \cos \varphi(t'))^2} = \int_{\varphi(0)}^{\varphi(t)} \frac{d\varphi}{(1 + \epsilon \cos \varphi)^2}$$

Das Integral über φ läßt sich explizit angeben. Damit (jedenfalls für $\mathbf{L} \neq 0$) ist auch klar, daß die Lösung des Kepler-Problem durch die Anfangsbedingungen eindeutig festgelegt ist.

3.5.4 Allgemeines Zentralpotential

Sei nun $\mathbf{F}(t)$ eine konservative Kraft mit einer **beliebigen** bzgl. P_0 zentralsymmetrischen Potentialfunktion (Zentralpotential):

$$V(\mathbf{x}) = U(|\mathbf{x}|) \tag{3.87}$$

$$\frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}t}V\left(\mathbf{x}(t)\right) = -\dot{\mathbf{x}}(t)\cdot\mathbf{F}(t) \text{ für jeden Bewegungsablauf}$$
(3.88)

Es soll wieder der allgemeinste mit der Newtonschen Bewegungsgleichung (3.60) verträgliche Bewegungsablauf bestimmt werden:

Ganz allgemein⁴³ gilt

$$\boxed{\frac{m}{2}|\dot{\mathbf{x}}(t)|^2 = \frac{m}{2}\left(\frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}t}|\mathbf{x}(t)|\right)^2 + \frac{|\mathbf{L}(t)|^2}{2m|\mathbf{x}(t)|^2}}.$$
(3.89)

Für einen Massenpunkt m unter dem Einfluß der Kraft $\mathbf{F}(t)$ lautet damit der **Energiesatz:**

$$\frac{m}{2} \left(\frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}t} |\mathbf{x}(t)| \right)^2 + \frac{|\mathbf{L}(\mathbf{x}(t))|^2}{2m|r(t)|^2} + V(\mathbf{x}(t)) = E \text{ zeitlich konstant}$$

Unabhängig von (3.87) folgt daraus unmittelbar

$$1 = \frac{\frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}t} |\mathbf{x}(t)|}{\sqrt{\frac{2}{m} \left(E - V(\mathbf{x}(t)) - \frac{|\mathbf{L}(\mathbf{x}(t))|^2}{2m |\mathbf{x}(t)|^2}\right)}}.$$
 (3.90)

Version vom 26. März 2009

⁴²Siehe (Zeidler, 2003, S. 175, Integral Nr. 340).

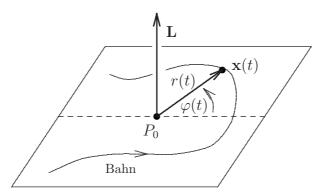
⁴³Man beachte Fußnote 33 sowie die Regel (2.24).

Mit (3.87) ergibt sich aus (3.88) und (3.68)

$$\mathbf{F}(t) = -\frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}r} U(r)_{|_{r=|\mathbf{x}(t)|}} \frac{\mathbf{x}(t)}{|\mathbf{x}(t)|}.$$
 (3.91)

 $\mathbf{F}(t)$ ist also eine Zentralkraft bzgl. P_0 . Nach dem Flächensatz liegt also eine mit (3.60) verträgliche Bahnkurve stets in einer Ebene, die P_0 enthält und senkrecht zum zeitlich konstanten Bahndrehimpuls \mathbf{L} steht. Der Bewegungsablauf läßt sich also durch ebene Polarkoordinaten $\varphi(t), r(t) = |\mathbf{x}(t)|$ beschreiben:

$$\mathbf{x}(t) = r(t) \left(\cos \varphi(t) \mathbf{e}_1 + \sin \varphi(t) \mathbf{e}_2\right).$$



Aus (3.90) folgt somit aufgrund der allgemeinen Formel⁴⁴

$$\int_{t_0}^{t} \dot{r}(t')g(r(t')) dt' = \int_{r(t_0)}^{r(t)} g(r) dr$$
(3.92)

mit dem (3.53) und (3.87):

Version vom 26. März 2009

$$t - t_0 = \int_{|\mathbf{x}(t_0)|}^{|\mathbf{x}(t_t)|} \frac{\mathrm{d}r}{\sqrt{\frac{2}{m} \left(E - U(r) - \frac{|\mathbf{L}|^2}{2mr^2}\right)}},$$

$$\mathbf{falls} \ E - U(r) - \frac{|\mathbf{L}|^2}{2mr^2} > 0 \ \text{im Integrationsbereich}.$$
(3.93)

Aufgrund der Drehimpulserhaltung kann man ohne Beschränkung der Allgemeinheit $\dot{\varphi}(t) \geq 0$ voraussetzen (entsprechende Orientierung der Polarkoordinaten). Falls der (zeitlich konstante) Drehimpuls und somit auch r(t) von Null verschieden ist, folgt aus (3.76):⁴⁵

$$\dot{\varphi}(t) = \frac{|\mathbf{L}|}{mr(t)^2} > 0;$$

 $^{^{44}}$ Nach (3.53) (wir setzen die Existenz einer Stammfunktion von G voraus) und der Kettenregel sind rechte und linke Seite von (3.92) beides Stammfunktionen von $\dot{r}(t)g\left(r(t)\right)$. Da außerdem beide Stammfunktionen an der Stelle $t=t_0$ verschwinden, müssen sie nach Lemma 3.3.1 übereinstimmen. 45 Wir schreiben hier φ statt φ .

 $\varphi(t)$ ist dann also eine streng monoton wachsende Funktion der Zeit, so daß eine Funktion \hat{r} mit $r(t) = \hat{r}(\varphi(t))$ existiert. Gemäß Kettenregel gilt damit

$$\dot{r}(t) = \left(\frac{|\mathbf{L}|}{m\hat{r}(\varphi)^2} \frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}\varphi} \hat{r}(\varphi)\right)_{|_{\varphi=\varphi(t)}},$$

woraus mit (3.90)

$$1 = \left(\frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}\varphi}\hat{r}(\varphi)\right) \frac{|\mathbf{L}|}{\hat{r}(\varphi)^2 \sqrt{2m\left(E - U\left(\hat{r}(\varphi)\right) - \frac{|\mathbf{L}|^2}{2m|\hat{r}(\varphi)|^2}\right)}}$$
(3.94)

folgt. Mit der allgemeinen Substitutionsregel (3.92), auf φ statt t angewandt, ergibt sich daraus schließlich:

$$\varphi - \varphi_0 = \int_{\hat{r}(\varphi_0)}^{\hat{r}(\varphi)} \frac{|\mathbf{L}| \, \mathrm{d}\hat{r}}{\hat{r}^2 \sqrt{2m \left(E - U(\hat{r}) - \frac{|\mathbf{L}|^2}{2m\hat{r}^2}\right)}},$$

$$\mathbf{falls} \ E - U(\hat{r}) - \frac{|\mathbf{L}|^2}{2m\hat{r}^2} > 0 \ \text{im Integrationsbereich}.$$
(3.95)

Aus (3.93) resp. (3.95) läßt sich t resp. φ als (i.a. mehrwertige) Funktion von r resp. \hat{r} bestimmen, wobei das Vorzeichen der Wurzel durch (3.90) resp. (3.94) festgelegt ist. $\varphi(\hat{r})$ bestimmt $\hat{r}(\varphi)$, d.h. die Bahnkurve in Polarform. t(r) bestimmt r(t) und damit die Zeitabhängigkeit des Bahndurchlaufs (falls nicht ausgerechnet eine Kreisbahn vorliegt). Damit ist der gesamte Bewegungsablauf festgelegt.

Als Beispiel wollen wir (3.95) für das Potential

$$V(\mathbf{x}) = -\frac{m\lambda}{|\mathbf{x}|}$$

auswerten. Mit den Definitionen

$$\xi(r) \stackrel{\text{def}}{=} \frac{\lambda m^2}{|\mathbf{L}|} - \frac{|\mathbf{L}|}{r} , \quad \alpha \stackrel{\text{def}}{=} \sqrt{2mE + \frac{\lambda^2 m^4}{|\mathbf{L}|^2}} > 0$$

ergibt sich gemäß (3.92) dafür

$$\varphi - \varphi_0 = \int_{\xi(\varphi_0)}^{\xi(\varphi)} \frac{\mathrm{d}\xi}{\sqrt{\alpha^2 - \xi^2}} = \arccos\left(\frac{\xi}{\alpha}\right) \Big|_{\xi(\varphi_0)}^{\xi(\varphi)}$$

und somit

$$\arccos\left(\frac{\xi(\varphi)}{\alpha}\right) = \varphi + \text{const.}$$

d.h.

$$\xi(\varphi) = -\alpha \, \cos(\varphi + \hat{\varphi}_0)$$

für geeignetes $\hat{\varphi}_0$. Einsetzen der Definitionen für ξ und α liefert bei geeigneter Wahl des Ursprungs von φ

$$r(\phi) = \frac{p}{1 + \epsilon \cos \varphi} \,,$$

wobei

$$p \stackrel{\text{def}}{=} \frac{|\mathbf{L}|^2}{\lambda m^2} , \quad \epsilon \stackrel{\text{def}}{=} \frac{\alpha p}{|\mathbf{L}|} = \sqrt{1 + \frac{2m p^2}{|\mathbf{L}|} E} .$$

Im Falle $\lambda > 0$ ist das offensichtlich im Einklang mit unseren Ergebnissen für das Kepler-Problem. Im Falle $\lambda < 0$ entspricht das Potential dem Coulomb-Potential zweier Ladungen gleichen Vorzeichens. Dann ist p < 0 und somit auch $\epsilon < 0$, d.h. nach den Ergebnissen von 3.1.5, daß die Bewegung hyperbolisch ist, jedoch auf dem vom Brennpunkt weiter entfernten Hyperbelzweig verläuft (Rutherford-Streuung).

Kapitel 4

Skalar- und Vektorfelder

4.1 Richtungsableitung

4.1.1 Grundlegendes

Definition 4.1.1 Sei V ein reeller Vektorraum. Dann versteht man unter einem **Skalarfeld** über V eine Abbildung Φ von V in einen 1-dimensionalen reellen Vektorraum:

$$V \ni \mathbf{x} \longmapsto \Phi(\mathbf{x}) \in \mathbb{R}^1 \cdot phys. \ Einheit.$$

Unter einem Vektorfeld über V versteht man eine Abbildung F von V in sich:

$$V \ni \mathbf{x} \longmapsto \mathbf{F}(\mathbf{x}) \in V$$
.

Verabredung: Wenn in dieser Vorlesung von Skalar- oder Vektorfeldern die Rede ist, so sind damit stets solche über dem Raum der Ortsvektoren gemeint. Multiplikation mit physikalischen Einheiten sei wieder wie üblich erklärt!

Beispiele:

- (i) Die in 3.4.4 angesprochenen Potentialfunktionen $V(\mathbf{x})$ sind wichtige Beispiele für Skalarfelder.
- (ii) Weitere Beispiele für Skalarfelder sind etwa Dichte-Verteilungen $\rho(\mathbf{x})$, Temperaturverteilungen $T(\mathbf{x})$, Druckverteilungen $p(\mathbf{x})$ usw. zu einem festen Zeitpunkt.
- (iii) Die in die Newtonsche Bewegungsgleichung (3.60) eingehenden Kräfte $\mathbf{F}(t)$ hängen oft nur indirekt von der Zeit ab, indem sie eigentlich durch Vektorfelder, sog. **Kraftfelder** $\mathbf{F}(\mathbf{x})$ gegeben sind:

$$\mathbf{F}(t) = \mathbf{F}\Big(\mathbf{x}(t)\Big) ,$$

wobei z.B.¹

$$\mathbf{F}(\mathbf{x}) = \begin{cases} -\kappa \mathbf{x} & \text{für die Kraft einer idealen } \mathbf{Feder} \,, \\ -\gamma \frac{mM}{|\mathbf{x}|^3} \mathbf{x} & \text{für die } \mathbf{Schwerkraft} \text{ zwischen zwei Massenpunkten} \,. \end{cases}$$

(iv) Weitere wichtige Beispiele für Vektorfelder sind die elektromagnetischen Felder $\mathbf{H}(\mathbf{x}), \dots, \mathbf{D}(\mathbf{x})$ und Stromdichten $\mathbf{\jmath}(\mathbf{x})$ verschiedenster Art zu einem festen Zeitpunkt.

Definition 4.1.2 Seien \mathbf{v} ein konstanter Vektor und Φ ein Skalarfeld. Dann definieren wir²

$$(\mathcal{L}_{\mathbf{v}}\Phi)(\mathbf{x}) \stackrel{\text{def}}{=} \frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}t} \Phi(\mathbf{x} + t\,\mathbf{v})_{|_{t=0}}$$
,

falls die betreffende Ableitung existiert. Wenn \mathbf{e} ein dimensionsloser Einheitsvektor (**Richtung**) ist, bezeichnet man $(\mathcal{L}_{\mathbf{e}}\Phi)(\mathbf{x})$ als die **Richtungsableitung** von Φ in Richtung von \mathbf{e} an der Stelle \mathbf{x} .

Analoge Definitionen gelten für Vektorfelder.

Man beachte:³

$$(\mathcal{L}_{\lambda \mathbf{v}} \Phi)(\mathbf{x}) = \lambda (\mathcal{L}_{\mathbf{v}} \Phi)(\mathbf{x}). \tag{4.1}$$

Ein Skalarfeld $\Phi(\mathbf{x})$ heißt (überall) **stetig**, wenn zu jedem \mathbf{x} und zu jedem $\epsilon > 0$ ein $\delta > 0$ existiert mit:⁴

$$|\mathbf{x} - \mathbf{x}'| < \delta \Longrightarrow |\Phi(\mathbf{x}) - \Phi(\mathbf{x}')| < \epsilon$$
.

Analog ist die Stetigkeit eines Vektorfeldes definiert.

Eine Ortsvektorfunktion $\mathbf{x}(t)$ heißt **stetig differenzierbar**, wenn $\dot{\mathbf{x}}(t)$ existiert und stetig ist. Ein Skalar- resp. Vektorfeld heißt **stetig differenzierbar**, falls die Richtungsableitung für jede Richtung **e** existiert und ein stetiges Skalar- resp. Vektorfeld liefert.

Lemma 4.1.3

Gegeben: (i) stetiq differenzierbares Skalarfeld $\Phi(\mathbf{x})$,

- (ii) differenzierbare Ortsvektorfunktion $\mathbf{x}(t)$,
- (iii) $Basis \{\mathbf{b}_1, \mathbf{b}_2, \mathbf{b}_3\}$.

Version vom 26. März 2009

¹Siehe Tabelle unter (3.67).

 $^{^2}$ Dabei ist die physikalische Dimension des Parameters t natürlich so zu wählen, daß t \mathbf{v} ein Ortsvektor ist.

 $^{^3}$ Die eingeschränkte Linearitätseigenschaft (4.1) folgt unmittelbar aus der Kettenregel (3.24) für $g(t)=\lambda\,t$. Die volle lineare Abhängigkeit der Lie-Ableitung ($\mathcal{L}_{\mathbf{v}}\,\Phi)(\mathbf{x})$ von \mathbf{v} — Gleichung (4.3) — werden wir anhand von Lemma 4.1.3 erkennen.

⁴Vgl. Abschnitt 3.1.1.

Behauptung: Für alle t gilt

$$\frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}t}\Phi\Big(\mathbf{x}(t)\Big) = \sum_{j=1}^{3} \left(\dot{\mathbf{x}}(t) \cdot \mathbf{b}^{j}\right) \left(\mathcal{L}_{\mathbf{b}_{j}}\Phi\right) \left(\mathbf{x}(t)\right),$$

wobei $\{b^1, b^2, b^3\}$ die in (2.29) definierte reziproke Basis bezeichnet.

Beweisskizze: Aus

$$\mathbf{x}(t') - \mathbf{x}(t) = \underbrace{(3.18)}_{(3.18)} (t' - t) \mathbf{v}_{\text{mitt}}(t', t) = \underbrace{\sum_{j=1}^{3} \lambda^{j} \mathbf{b}_{j}}_{j=1},$$
wobei: $\lambda^{j} \stackrel{\text{def}}{=} (t' - t) \Big(\mathbf{v}_{\text{mitt}}(t', t) \cdot \mathbf{b}^{j} \Big),$

folgt für beliebige t, t' mit $t \neq t'$

$$\begin{split} \Phi\Big(\mathbf{x}(t')\Big) - \Phi\Big(\mathbf{x}(t)\Big) &= &\Phi\Big(\mathbf{x}(t) + \lambda^1\mathbf{b}_1 + \lambda^2\mathbf{b}_2 + \lambda^3\mathbf{b}_3\Big) - \Phi\Big(\mathbf{x}(t) + \lambda^1\mathbf{b}_1 + \lambda^2\mathbf{b}_2\Big) \\ &+ \Phi\Big(\mathbf{x}(t) + \lambda^1\mathbf{b}_1 + \lambda^2\mathbf{b}_2\Big) - \Phi\Big(\mathbf{x}(t) + \lambda^1\mathbf{b}_1\Big) \\ &+ \Phi\Big(\mathbf{x}(t) + \lambda^1\mathbf{b}_1\Big) - \Phi\Big(\mathbf{x}(t)\Big) \end{split}$$

und daraus nach dem Mittelwertsatz der Differentialrechnung

$$\frac{\Phi\left(\mathbf{x}(t')\right) - \Phi\left(\mathbf{x}(t)\right)}{t' - t} = \frac{\lambda^{3}}{t' - t} \left(\mathcal{L}_{\mathbf{b}_{3}}\Phi\right) \left(\mathbf{x}(t) + \lambda^{1}\mathbf{b}_{1} + \lambda^{2}\mathbf{b}_{2} + \xi^{3}\lambda^{3}\mathbf{b}_{3}\right)
+ \frac{\lambda^{2}}{t' - t} \left(\mathcal{L}_{\mathbf{b}_{2}}\Phi\right) \left(\mathbf{x}(t) + \lambda^{1}\mathbf{b}_{1} + \xi^{2}\lambda^{2}\mathbf{b}_{2}\right)
+ \frac{\lambda^{1}}{t' - t} \left(\mathcal{L}_{\mathbf{b}_{1}}\Phi\right) \left(\mathbf{x}(t) + \xi^{1}\lambda^{1}\mathbf{b}_{1}\right)$$

für geeignete $\xi^j=\xi^j(t',t)\in[0,1].$ Mit

$$\lambda^j \to 0 \; , \quad \frac{\lambda^j}{t'-t} \to \left(\dot{\mathbf{x}}(t) \cdot \mathbf{b}^j\right) \quad \text{ für } t' \to t$$

folgt daraus die Behauptung.

4.1.2 Der Gradient eines Skalarfeldes

Aus Definition 4.1.2 und Lemma 4.1.3 folgt⁵

$$(\mathcal{L}_{\mathbf{v}} \Phi)(\mathbf{x}) = \mathbf{v} \cdot \sum_{j=1}^{3} \mathbf{b}^{j} (\mathcal{L}_{\mathbf{b}_{j}} \Phi)(\mathbf{x})$$

____ Version vom 26. März 2009 _____

⁵Man setze $\mathbf{x}(t) = \mathbf{x} + \mathbf{v} t$.

für beliebiges \mathbf{v} und jede Basis $\{\mathbf{b}_1, \mathbf{b}_2, \mathbf{b}_3\}$. Damit ist die Definition

$$\operatorname{grad} \Phi(\mathbf{x}) \stackrel{\text{def}}{=} \sum_{j=1}^{3} \mathbf{b}^{j} \left(\mathcal{L}_{\mathbf{b}_{j}} \Phi \right) (\mathbf{x})$$
(4.2)

des *Gradienten* eines (hinreichend gutartigen) Skalarfeldes von der speziellen Wahl der Basis $\{b_1, b_2, b_3\}$ unabhängig und für dieses Vektorfeld gilt

$$\mathbf{v} \cdot \operatorname{grad} \Phi(\mathbf{x}) = (\mathcal{L}_{\mathbf{v}} \Phi)(\mathbf{x}). \tag{4.3}$$

Der Gradient von $\Phi(\mathbf{x})$ zeigt also in die Richtung, in der $\Phi(\mathbf{x})$ am schnellsten anwächst. Die zugehörige Richtungsableitung ist

$$\max_{\mathbf{e}} (\mathcal{L}_{\mathbf{e}} \Phi) (\mathbf{x}) = |\operatorname{grad} \Phi(\mathbf{x})|. \tag{4.4}$$

Außerdem steht grad $\Phi(\mathbf{x})$ senkrecht auf der Fläche durch \mathbf{x} , auf der Φ konstant ist. Nach (4.2) besagt Lemma 4.1.3 also:⁶

$$\frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}t} \Phi \left(\mathbf{x}(t) \right) = \dot{\mathbf{x}}(t) \cdot \operatorname{grad} \Phi \left(\mathbf{x}(t) \right).$$
 (4.5)

Für Kräfte vom Typ

$$\mathbf{F}(t) = -\operatorname{grad} V(\mathbf{x}(t))$$
, V stetig differenzierbar,

gilt also (3.67). Dementsprechend bezeichnet man Vektorfelder vom Typ

$$\mathbf{F}(\mathbf{x}) = -\operatorname{grad} V(\mathbf{x}), \quad V \text{ stetig differenzierbar},$$
 (4.6)

als konservativ, das durch (4.6) bis auf eine additive Konstante eindeutig⁸ zugeordnete Skalarfeld $V(\mathbf{x})$ als Potentialfeld von $\mathbf{F}(\mathbf{x})$.

Definition 4.1.4 Sei f eine Funktion der drei Veränderlichen x^1, x^2, x^3 . Dann bezeichnet man zum Beispiel

$$\frac{\partial}{\partial x^{1}} f(x^{1}, x^{2}, x^{3}) \stackrel{\text{def}}{=} \lim_{\substack{\xi \to x^{1} \\ \xi \neq x^{1}}} \frac{f(\xi, x^{2}, x^{3}) - f(x^{1}, x^{2}, x^{3})}{\xi - x^{1}}$$

(im Falle der Existenz) als die **partielle Ableitung** von f nach der ersten Veränderlichen an der Stelle (x^1, x^2, x^3) . Die partiellen Ableitungen nach den anderen Veränderlichen sind entsprechend definiert.

Version vom 26. März 2009

6Man vergleiche (4.5) mit der Kettenregel (3.24).

⁷Eine Kraft vom Typ $\mathbf{F}(t) = \dot{\mathbf{x}}(t) \times \mathbf{C}$, die ein geladenes Teilchen im konstanten homogenen Magnetfeld erfährt (vgl. Aufgabe 29), ist zwar auch im Sinne von (3.67) konservativ (mit V = 0), jedoch **nicht** durch ein Kraftfeld gegeben.

⁸Seien $V_1(\mathbf{x})$ und $V_2(\mathbf{x})$ Potentialfelder des gleichen Kraftfeldes $\mathbf{F}(\mathbf{x})$. Dann folgt aus (4.5) $\frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}t} \left(V_1(\mathbf{x}(t)) - V_2(\mathbf{x}(t)) \right) = 0$ und somit nach Lemma 3.3.1 die zeitliche Konstanz von $V_1(\mathbf{x}(t)) - V_2(\mathbf{x}(t))$ für **jede** Bahnbewegung $\mathbf{x}(t)$.

Mit den Definitionen 4.1.2 und 4.1.4 gilt für jede Basis $\{b_1, b_2, b_3\}$:

$$f(x^{1}, x^{2}, x^{3}) = \Phi(x^{1}\mathbf{b}_{1} + x^{2}\mathbf{b}_{2} + x^{3}\mathbf{b}_{3})$$

$$\Longrightarrow \left(\frac{\partial}{\partial x^{j}}f\right)(x^{1}, x^{2}, x^{3}) = \left(\mathcal{L}_{\mathbf{b}_{j}}\Phi\right)(x^{1}\mathbf{b}_{1} + x^{2}\mathbf{b}_{2} + x^{3}\mathbf{b}_{3}) \text{ für } j = 1, 2, 3.$$

$$(4.7)$$

Mithilfe partieller Ableitungen läßt sich der Gradient entsprechend (4.2) für eine beliebige Basis $\{\mathbf{b}_1, \mathbf{b}_2, \mathbf{b}_3\}$ daher folgendermaßen ausdrücken:

$$\operatorname{grad} \Phi(\mathbf{x}) = \begin{pmatrix} \frac{\partial}{\partial x^{1}} \Phi(x^{1}, x^{2}, x^{3}) \\ \frac{\partial}{\partial x^{2}} \Phi(x^{1}, x^{2}, x^{3}) \\ \frac{\partial}{\partial x^{3}} \Phi(x^{1}, x^{2}, x^{3}) \end{pmatrix} \operatorname{bzgl.} \{\mathbf{b}^{1}, \mathbf{b}^{2}, \mathbf{b}^{3}\},$$

$$\operatorname{wobei:} \quad \Phi(x^{1}, x^{2}, x^{3}) \stackrel{\text{def}}{=} \Phi(\mathbf{x}) \text{ für } \mathbf{x} = \begin{pmatrix} x^{1} \\ x^{2} \\ x^{3} \end{pmatrix} \operatorname{bzgl.} \{\mathbf{b}_{1}, \mathbf{b}_{2}, \mathbf{b}_{3}\}.$$

$$(4.8)$$

Beispiele: 10

(i) Potential eines homogenen Kraftfeldes:

$$V(\mathbf{x}) = -m\mathbf{g} \cdot \mathbf{x}$$

$$\implies -\operatorname{grad} V(\mathbf{x}) = +m \begin{pmatrix} \frac{\partial}{\partial x^1} (g^1 x^1 + g^2 x^2 + g^3 x^3) \\ \frac{\partial}{\partial x^2} (g^1 x^1 + g^2 x^2 + g^3 x^3) \\ \frac{\partial}{\partial x^3} (g^1 x^1 + g^2 x^2 + g^3 x^3) \end{pmatrix}$$

$$= +m \begin{pmatrix} g^1 \\ g^2 \\ g^3 \end{pmatrix} \text{ bzgl. Orthonormal basis}$$

$$= +m\mathbf{g}.$$

Die Potentialebenen sind hier die zu g senkrechten Ebenen.

(ii) Potential des Kraftfeldes einer idealen Feder:

$$V(\mathbf{x}) = \frac{\kappa}{2} (\mathbf{x})^2 \Longrightarrow_{\text{analog}} -\text{grad } V(\mathbf{x}) = -\kappa \mathbf{x}$$
.

Die Potentialflächen sind hier die Oberflächen der Kugeln mit Zentrum in P_0 .

Version vom 26. März 2009 ———

9 Man beachte den Bezug auf die **reziproke** Basis! Üblicherweise beschränkt man sich in (4.8) auf physikalisch dimensionslose Basen $\{\mathbf{b}_1, \mathbf{b}_2, \mathbf{b}_3\}$.

(iii) Potential des Schwerkraftfeldes einer Punktmasse M in P_0 auf eine Punktmasse m mit Ortsvektor \mathbf{x} :

$$V(\mathbf{x}) = -\gamma \frac{mM}{|\mathbf{x}|} \underset{\text{analog}}{\Longrightarrow} -\operatorname{grad} V(\mathbf{x}) = -\gamma mM \frac{\mathbf{x}}{|\mathbf{x}|^3}.$$

Auch hier sind die Potentialflächen die Oberflächen der Kugeln mit Zentrum in P_0 .

Abschließend sei noch bemerkt, daß aus (4.5) und (4.7)

$$\frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}t} f(x^{1}(t), x^{2}(t), x^{3}(t)) = \sum_{j=1}^{3} \dot{x}^{j}(t) \left(\frac{\partial}{\partial x^{j}} f(x^{1}, x^{2}, x^{3}) \right)_{|_{x^{k} = x^{k}(t) \text{ für } k = 1, 2, 3}}$$
(4.9)

folgt und somit die verallgemeinerte Kettenregel

$$\hat{f}(q^{1}, q^{2}, q^{3}) = f\left(x^{1}(q^{1}, q^{2}, q^{3}), x^{2}(q^{1}, q^{2}, q^{3}), x^{3}(q^{1}, q^{2}, q^{3})\right)$$

$$\Longrightarrow \frac{\partial}{\partial q^{k}} \hat{f}(q^{1}, q^{2}, q^{3}) = \sum_{j=1}^{3} \left(\frac{\partial}{\partial q^{k}} x^{j}(q^{1}, q^{2}, q^{3})\right) \left(\frac{\partial}{\partial x^{j}} f(x^{1}, x^{2}, x^{3})\right)_{|_{x^{l=x^{l}(q^{1}, q^{2}, q^{3})}}$$
(4.10)

für stetig differenzierbare 11 f und x^{ν} . Entsprechende Formeln gelten natürlich für Funktionen von mehr als drei Veränderlichen.

Anwendungsbeispiel zu (4.9): Sei \mathcal{S} ein beliebiges thermodynamisches System (zum Beispiel ein geschlossenes Gas) mit den Zustandsgleichungen

$$V = V(P,T)$$

und (äquivalent)

$$P = P(V,T)$$
,

wobei:

 $V \stackrel{\text{def}}{=} \text{Volumen von } \mathcal{S}$,

 $P \stackrel{\text{def}}{=} \text{Druck von } \mathcal{S},$

 $T \stackrel{\text{def}}{=} \text{Temperatur von } \mathcal{S}$.

Version vom 26. März 2009

 $^{^{10}}$ Vgl. Tabelle unter (3.67).

 $^{^{11}}$ Man identifiziert in natürlicher Weise Funktionen $f(x^1,x^2,x^3)$ mit Skalarfeldern $\Phi_f(x^1\,\mathbf{e}_1+x^2\,\mathbf{e}_2+x^3\,\mathbf{e}_3)\stackrel{\mathrm{def}}{=} f(x^1,x^2,x^3)$. Eigenschaften wie Stetigkeit und Differenzierbarkeit von Φ_f hängen dabei nicht von der Wahl der Basis $\{\mathbf{e}_1,\mathbf{e}_1,\mathbf{e}_1\}$ ab und werden deshalb entsprechend f selbst zugeordnet.

Dann sind die Größen

$$\begin{array}{lll} \alpha(P,T) & \stackrel{\mathrm{def}}{=} & \frac{1}{V(P,T)} \frac{\partial}{\partial T} V(P,T) & \textit{isobarer Ausdehnungkoeffizient} \,, \\ \beta(V,T) & \stackrel{\mathrm{def}}{=} & \frac{1}{P(V,T)} \frac{\partial}{\partial T} P(V,T) & \textit{isochorer Spannungskoeffizient} \,, \\ \gamma(P,T) & \stackrel{\mathrm{def}}{=} & -\frac{1}{V(P,T)} \frac{\partial}{\partial p} V(P,T) & \textit{isotherme Kompressibilit\"{at}} \end{array}$$

nicht voneinander unabhängig:

Für beliebig vorgegebene P_0, T_0 gilt mit $\hat{P}(T) \stackrel{\text{def}}{=} P(V(P_0, T_0), T)$ stets $\hat{P}(T_0) = P_0$. Da andererseits $V(\hat{P}(T), T) = V(P_0, T_0)$ für alle T gilt, folgt somit

$$0 = \frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}T} V \left(\hat{P}(T), T \right) \underset{(\mathbf{4.9})}{=} \left(\underbrace{\frac{d \hat{P}(T)}{d T}}_{P\beta} \underbrace{\frac{\partial}{\partial P} V(P, T)}_{-V\gamma} + \underbrace{\frac{\partial}{\partial T} V(P, T)}_{V\alpha} \right)_{|_{P = \hat{P}(T)}}$$

und daraus schließlich:

$$\alpha(P_0, T_0) = \beta(V_0, T_0) \gamma(P_0, T_0) P_0$$
, wobei: $V_0 \stackrel{\text{def}}{=} V(P_0, T_0)$.

4.1.3 Taylor-Entwicklung

Für stetig differenzierbare Funktionen f(t), g(t) und beliebige¹² $t_1, t_2 \in \mathbb{R}$ gilt

$$f(t)g(t)|_{t=t_1}^{t=t_2} \stackrel{\text{def}}{=} f(t_2)g(t_2) - f(t_1)g(t_1)$$

$$= \underbrace{\begin{pmatrix} \\ 3.53 \end{pmatrix}}_{t_1} \int_{t_1}^{t_2} \frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}t} \Big(f(t)g(t) \Big) \, \mathrm{d}t$$

$$= \underbrace{\begin{pmatrix} \\ \\ \end{pmatrix}}_{t_1} \int_{t_1}^{t_2} \Big(\dot{f}(t) g(t) + f(t) \, \dot{g}(t) \Big) \, \mathrm{d}t$$
Produktr.

und somit die Formel für partielle Integration:

$$\int_{t_1}^{t_2} \dot{f}(t)g(t) dt = f(t)g(t) \Big|_{t=t_1}^{t=t_2} - \int_{t_1}^{t_2} f(t)\dot{g}(t) dt.$$
(4.11)

_____ Version vom 26. März 2009 _____

¹²Die physikalische Dimension der t_1, t_2 ist hier ohne Belang.

Daraus ergibt sich für (n+1)-mal stetig differenzierbares F(t), $n \in \mathbb{Z}_+$, die Taylor- $Entwicklung^{13}$

$$F(t_2) = \sum_{\nu=0}^{n} \frac{1}{\nu!} (t_2 - t_1)^j F^{(\nu)}(t)_{|_{t=t_1}} + \frac{1}{n!} \int_{t_1}^{t_2} (t_2 - t)^n F^{(n+1)}(t) dt \quad \forall t_1, t_2 \in \mathbb{R}.$$

$$(4.12)$$

von $F(t_2)$ um die Stelle t_1 herum.

Beweis durch vollständige Induktion:

- 1. Für n = 0 folgt (4.12) direkt aus (3.53).
- 2. Wenn die Formel (4.12) bereits für n bewiesen ist, folgt sie daraus für n+1 anstelle von n mit

$$\frac{1}{n!} \int_{t_1}^{t_2} (t_2 - t)^n F^{(n+1)}(t) dt$$

$$= -\int_{t_1}^{t_2} \left(\frac{d}{dt} \frac{(t_2 - t)^{n+1}}{(n+1)!} \right) F^{(n+1)}(t) dt$$

$$= -\frac{(t_2 - t)^{n+1}}{(n+1)!} F^{(n+1)}(t) \Big|_{t=t_1}^{t=t_2} + \frac{1}{(n+1)!} \int_{t_1}^{t_2} (t_2 - t)^{n+1} F^{(n+1+1)}(t) dt. \quad \blacksquare$$

Für beliebig oft stetig differenzierbares F(t) ergibt sich¹⁴ aus (4.12):

$$\frac{1}{n!} \int_{t_1}^{t_2} (t_2 - t)^n F^{(n+1)}(t) dt \xrightarrow[n \to \infty]{} 0$$

$$\implies F(t + \triangle t) = \exp\left(\triangle t \frac{d}{dt}\right) F(t) \quad (\text{TAYLOR } \mathbf{Reihe})$$

$$\stackrel{\text{def}}{=} \sum_{j=0}^{\infty} \frac{1}{\nu!} \left(\Delta t \frac{d}{dt}\right)^{\nu} F(t).$$
(4.13)

Warnungen:

1. Wenn F(t) beliebig oft stetig differenzierbar ist, folgt daraus noch **nicht**, daß $\exp(\Delta t \frac{d}{dt})F(t)$ für hinreichend kleines $|\Delta t|$ konvergiert!

$$F^{(\nu)}(t) \stackrel{\text{def}}{=} \left(\frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}t}\right)^{\nu} F(t)$$
.

Version vom 26. März 2009

13Wir benutzen die übliche Schreibweise

¹⁴Setze $t_1 = t$ und $t_1 - t_2 = \triangle t$.

2. Selbst wenn z.B. $\exp\left(\Delta t \frac{d}{dt}\right) F(0)$ für hinreichend kleines $|\Delta t|$ konvergiert, kann es passieren, daß

$$F(\Delta t) \neq \exp\left(\Delta t \frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}t}\right) F(0) \quad \forall t > 0$$

(siehe dazu Lemma 9.1.7 von (Lücke, eine)).

Anmerkung: Funktionen F(t) mit

$$F(t + \Delta t) = \exp\left(\Delta t \frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}t}\right) F(t)$$
 für hinr. kleine $|\Delta t|$

nennt man (an der Stelle t) analytisch.

Viele Differentialgleichungen lassen sich mithilfe der TAYLOR-Entwicklung systematisch lösen.

Beispiele:

(i) Lösungen von

$$t_0 \,\dot{f}(t) = f(t) \tag{4.14}$$

sind offensichtlich beliebig oft differenzierbar, die Konvergenz der Taylor-Reihe ist offensichtlich und wegen

$$\frac{1}{n!} \int_{t_1}^{t_2} (t_2 - t)^n \left(\frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}t}\right)^{n+1} f(t) \, \mathrm{d}t \\
= \frac{1}{n!} \left(\frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}t'}\right)^{n+1} f(t') \int_{t_1}^{t_2} (t_2 - t)^n \, \mathrm{d}t \\
= \frac{1}{(n+1)!} \left(\frac{t_2 - t_1}{t_0}\right)^{n+1} \left(\frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}t'}\right)^{n+1} f(t') \text{ für geeign. } t'$$

konvergiert das Restglied (Integralausdruck) in (4.12) gegen Null. Es gilt also (4.13) und nimmt für t=0 nach (4.14) die Form

$$f(\triangle t) = \sum_{j=0}^{\infty} \frac{1}{j!} \left(\frac{\triangle t}{t_0}\right)^j f(0)$$

an. Folglich ist $f(t) = \exp\left(\frac{t}{t_0}\right)$ die **eindeutige** Lösung von (4.14) zum Anfangswert f(0) = 1.

(ii) Entsprechend¹⁵ erhält man $f(t) = \cos(\omega_0 t)$ resp. $f(t) = \sin(\omega_0 t)$ als eindeutige Lösung der Oszillatorgleichung

$$\ddot{f}(t) + (\omega_0)^2 f(t) = 0$$

zu den Anfangswerten

$$f(0) = 1$$
, $\dot{f}(0) = 0$

resp.

$$f(0) = 0$$
, $\dot{f}(0) = \omega_0$.

Mit

$$\frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}t}\Phi\left(\mathbf{x} + \frac{t}{t_0}\mathbf{a}\right) = \left(\mathcal{L}_{\frac{\mathbf{a}}{t_0}}\Phi\right)\left(\mathbf{x} + \frac{t}{t_0}\mathbf{a}\right) = \frac{1}{(4.1)}\left(\mathcal{L}_{\mathbf{a}}\Phi\right)\left(\mathbf{x} + \frac{t}{t_0}\mathbf{a}\right)$$

folgt aus (4.12) für $t_1 = 0$

$$\Phi\left(\mathbf{x} + \frac{t_2}{t_0}\mathbf{a}\right) = \sum_{\nu=0}^{n} \frac{1}{\nu!} \left(\frac{t_2}{t_0}\right)^{\nu} \left(\left(\mathcal{L}_{\mathbf{a}}\right)^{\nu} \Phi\right)(\mathbf{x}) + \frac{1}{n!} \int_{0}^{t_2} \frac{1}{t_0} \left(\frac{t_2 - t}{t_0}\right)^{n} \left(\left(\mathcal{L}_{\mathbf{a}}\right)^{n+1} \Phi\right)(\mathbf{x} + \frac{t}{t_0}\mathbf{a}) dt$$

und somit nach Variablen-Substitution $t\mapsto \lambda(t)=t/t_0$ entspr. (3.92) für $t_2=t_0$:

$$\Phi(\mathbf{x} + \mathbf{a}) = \sum_{\nu=0}^{n} \frac{1}{\nu!} \left((\mathcal{L}_{\mathbf{a}})^{\nu} \Phi \right) (\mathbf{x}) + \frac{1}{n!} \int_{0}^{1} (1 - \lambda)^{n} \left(\left(\mathcal{L}_{\mathbf{a}} \right)^{n+1} \Phi \right) (\mathbf{x} + \lambda \mathbf{a}) d\lambda. \quad (4.15)$$

Für beliebig oft stetig differenzierbares $\Phi(\mathbf{x})$ gilt also

$$\frac{1}{n!} \int_{0}^{t_{2}} \frac{1}{t_{0}} \left(\frac{t_{2} - t}{t_{0}} \right)^{n} \left((\mathcal{L}_{\mathbf{a}})^{n+1} \Phi \right) (\mathbf{x} + \frac{t}{t_{0}} \mathbf{a}) dt \underset{n \to \infty}{\longrightarrow} 0$$

$$\Longrightarrow \Phi (\mathbf{x} + \mathbf{a}) = \left(\exp(\mathcal{L}_{\mathbf{a}} \Phi) \right) (\mathbf{x})$$

$$\stackrel{\text{def}}{=} \sum_{\nu=0}^{\infty} \frac{1}{\nu!} \left((\mathcal{L}_{\mathbf{a}})^{\nu} \Phi \right) (\mathbf{x}).$$
(4.16)

Aus (4.3) und

grad
$$\Phi(x^1\mathbf{b}_1 + x^2\mathbf{b}_2 + x^3\mathbf{b}_3) = \sum_{i=1}^{3} \mathbf{b}^j \frac{\partial}{\partial x^j} \Phi(x^1\mathbf{b}_1 + x^2\mathbf{b}_2 + x^3\mathbf{b}_3)$$

_____ Version vom 26. März 2009 _____

¹⁵Beweis als Übungsvorschlag.

folgt

$$(\mathcal{L}_{a^{1}\mathbf{b}_{1}+a^{2}\mathbf{b}_{2}+a^{3}\mathbf{b}_{3}}\Phi)(x^{1}\mathbf{b}_{1}+x^{2}\mathbf{b}_{2}+x^{3}\mathbf{b}_{3})$$

$$=\left(a^{1}\frac{\partial}{\partial x^{1}}+a^{2}\frac{\partial}{\partial x^{2}}+a^{3}\frac{\partial}{\partial x^{3}}\right)\Phi(x^{1}\mathbf{b}_{1}+x^{2}\mathbf{b}_{2}+x^{3}\mathbf{b}_{3}).$$

$$(4.17)$$

Daher ist (4.16) gleichbedeutend mit:

$$\frac{1}{n!} \int_0^{t_2} \frac{1}{t_0} \left(\frac{t_2 - t}{t_0}\right)^n \left(a^1 \frac{\partial}{\partial x^1} + a^2 \frac{\partial}{\partial x^2} + a^3 \frac{\partial}{\partial x^3}\right)^{n+1} \Phi(x^1 + \lambda a^1, x^2 + \lambda a^2, x^3 + \lambda a^3) dt \underset{n \to \infty}{\longrightarrow} 0$$

$$\Longrightarrow \Phi(x^1 + a^1, x^2 + a^2, x^3 + a^3) = \exp\left(a^1 \frac{\partial}{\partial x^1} + a^2 \frac{\partial}{\partial x^2} + a^3 \frac{\partial}{\partial x^3}\right) \Phi(x^1, x^2, x^3).$$
(4.18)

Eine entsprechende Formel gilt natürlich für die TAYLOR-Entwicklung von Funktionen von mehr als drei Veränderlichen.

Bei der Berechnung von $\left(a^1\frac{\partial}{\partial x^1}+a^2\frac{\partial}{\partial x^2}+a^3\frac{\partial}{\partial x^3}\right)^{\nu}$ erhebt sich die Frage, wann partielle Ableitungen miteinander vertauschbar sind. Dazu:

Lemma 4.1.5 Sei $f(q_1, q_2)$ eine $2 \times$ stetig differenzierbare Funktion der Veränderlichen q_1, q_2 . Dann gilt:

$$\frac{\partial}{\partial q_1} \frac{\partial}{\partial q_2} f(q_1, q_2) = \frac{\partial}{\partial q_2} \frac{\partial}{\partial q_1} f(q_1, q_2)$$

für alle q_1, q_2 .

Beweisskizze: Die Behauptung ergibt sich durch 2-fache Anwendung des Mittelwertsatzes der Differentialrechnung auf

$$(f(q_1 + \epsilon_1, q_2 + \epsilon_2) - f(q_1, q_2 + \epsilon_2)) - (f(q_1 + \epsilon_1, q_2) - f(q_1, q_2))$$

= $(f(q_1 + \epsilon_1, q_2 + \epsilon_2) - f(q_1 + \epsilon_1, q_2)) - (f(q_1, q_2 + \epsilon_2) - f(q_1, q_2))$

in beiden möglichen Reihenfolgen.

Mit (4.7) (bzw. (4.1) im Falle $\mathbf{a} \propto \mathbf{b}$) ergibt sich daraus die

Folgerung 4.1.6

Gegeben: (i) $2 \times stetig \ differenzierbares \ Skalarfeld \ \Phi$,

(ii) Vektoren **a**, **b**.

Behauptung: $(\mathcal{L}_{\mathbf{a}}(\mathcal{L}_{\mathbf{b}}\Phi))(\mathbf{x}) = (\mathcal{L}_{\mathbf{b}}(\mathcal{L}_{\mathbf{a}}\Phi))(\mathbf{x})$.

4.2 Wegintegrale

4.2.1 Definitionen

Ein Massenpunkt m bewege sich unter dem Einfluß eines Kraftfeldes $\mathbf{F}(\mathbf{x})$ sowie weiterer Zusatzkräfte. Die resultierende Ortsvektorfunktion sei $\mathbf{x}(t)$.

Während des Zeitintervalls $[t_1, t_2]$ verrichtet dann das Kraftfeld $\mathbf{F}(\mathbf{x})$ an m die Arbeit¹⁶

$$\int_{t_1}^{t_2} \dot{\mathbf{x}}(t) \cdot \mathbf{F}(\mathbf{x}(t)) \, \mathrm{d}t \, .$$

Man erkennt leicht, daß diese Arbeit nur von dem Wegstück

$$\mathcal{C} \stackrel{\text{def}}{=} \{ \mathbf{x}(t) : t \in [t_1, t_2] \}$$

sowie der Durchlaufrichtung, nicht dagegen vom genaueren Bewegungsablauf abhängt:¹⁷

Lemma 4.2.1 Seien $\mathbf{F}(\mathbf{x})$ ein stetig differenzierbare Vektorfeld, $\mathbf{y}(t)$ eine stetig differenzierbare Vektorfunktion und t(t') stetig differenzierbare Zeit-wertige Funktion der Zeit t'. Mit

$$\mathbf{y}(t') \stackrel{\text{def}}{=} \mathbf{x} \Big(t(t') \Big) , \quad t_1 \stackrel{\text{def}}{=} t(t_1') , \quad t_2 \stackrel{\text{def}}{=} t(t_2')$$

gilt dann für beliebige Zeitpunkte t'_1, t'_2 :

$$\int_{t'_1}^{t'_2} \dot{\mathbf{y}}(t') \cdot \mathbf{F} \Big(\mathbf{y}(t') \Big) dt' = \int_{t_1}^{t_2} \dot{\mathbf{x}}(t) \cdot \mathbf{F} \Big(\mathbf{x}(t) \Big) dt.$$

Beweisskizze: Da die Funktion $\dot{\mathbf{x}}(t) \cdot \mathbf{F}(\mathbf{x}(t))$ von t voraussetzungsgemäß stetig ist,

Version vom 26. März 2009

¹⁶Vergleiche Abschnitt 3.4.1.

 $^{^{17}}$ Man beachte Folgerung 4.2.3.

besitzt sie eine Stammfunktion¹⁸ f(t). Dafür gilt

$$\int_{t_{1}}^{t_{2}} \dot{\mathbf{x}}(t) \cdot \mathbf{F} \left(\mathbf{x}(t) \right) dt = f(t_{2}) - f(t_{1})$$

$$= f \left(t(t'_{2}) \right) - f \left(t(t'_{1}) \right)$$

$$\stackrel{=}{\underset{\text{Kettenr.}}{\int_{t'_{1}}^{t'_{2}}}} \left(\frac{d}{dt'} f \left(t(t') \right) \right) dt'$$

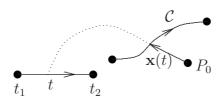
$$\stackrel{=}{\underset{\text{Kettenr.}}{\int_{t'_{1}}^{t'_{2}}}} \underbrace{\left(\frac{d}{dt'} t(t') \right) \dot{\mathbf{x}} \left(t(t') \right) \cdot \mathbf{F} \left(\mathbf{x} \left(t(t') \right) \right)}_{=\mathbf{y}(t')} dt'.$$

Diese Überlegungen führen auf die folgende Definition:

Definition 4.2.2 Als **einfaches Wegstück** bezeichnen wir eine streng geordnete¹⁹ Menge C von Ortsvektoren, für die eine **einfache Parametrisierung** existiert; d.h. eine stetig differenzierbare Ortsvektorfunktion $\mathbf{x}(t)$ sowie ein Zeitintervall $[t_1, t_2]$ $(t_1 \neq t_2)$ mit:

- (i) $\mathcal{C} \stackrel{\text{def}}{=} \{ \mathbf{x}(t) : t \in [t_1, t_2] \}$
- (ii) $\dot{\mathbf{x}}(t) \neq 0$ für alle t,
- (iii) $t_1 \le \tau_1 < \tau_2 \le t_2 \Longrightarrow \mathbf{x}(\tau_1) \prec \mathbf{x}(\tau_2)$.

Man bezeichnet $\mathbf{x}(t_1)$ als den **Anfangspunkt** und $\mathbf{x}(t)$ als den **Endpunkt** von \mathcal{C} .



Folgerung 4.2.3

Gegeben: (i) einfaches Wegstück C,

(ii) einfache Parametrisierungen $(\mathbf{x}(t), t_1, t_2)$ und $(\mathbf{y}(t'), t'_1, t'_2)$ von C.

Behauptung: Es existiert eine stetig differenzierbare, Zeit-wertige Funktion t(t') mit

$$t_1 = t(t_1')$$
, $t_2 = t(t_2')$

Version vom 26. März 2009

¹⁸Beachte Fußnote 20.

 $^{^{19} \}text{Die Ordnungs} relation sei mit} \prec \text{bezeichnet}.$

und

$$\mathbf{y}(t') = \mathbf{x} \Big(t(t') \Big) \quad \forall t'.$$

Beweisskizze: Aus den Voraussetzungen (i) und (ii) folgt die Existenz einer über $[t'_1, t'_2]$ streng monoton wachsenden, stetigen Funktion t(t') mit

$$\mathbf{y}(t') = \mathbf{x} \Big(t(t') \Big) .$$

Nach dem Mittelwertsatz der Differentialrechnung existieren daher zu beliebigen Zeitpunkten τ_1, τ_2 Zwischenzeitpunkte $\hat{\tau}, \hat{\tau}'$ mit²⁰

$$\dot{\mathbf{y}}(\tau_1) \cdot \dot{\mathbf{y}}(\hat{\tau}) = \dot{\mathbf{y}}(\tau_1) \cdot \frac{\mathbf{y}(\tau_2) - \mathbf{y}(\tau_1)}{\tau_2 - \tau_1} \\
= \dot{\mathbf{y}}(\tau_1) \cdot \frac{\mathbf{x}(t(\tau_2)) - \mathbf{x}(t(\tau_1))}{\tau_1 - \tau_2} \\
= \frac{t(\tau_2) - t(\tau_1)}{\tau_2 - \tau_1} \dot{\mathbf{y}}(\tau_1) \cdot \dot{\mathbf{x}}(t(\hat{\tau}')).$$

Durch Grenzbetrachtung $\tau_2 \to \tau_1$ erkennt man daraus mit Bedingung (ii) von Definition 4.2.2, daß t(t') über $[t'_1, t'_2]$ stetig differenzierbar ist.

Definition 4.2.4 Seien $\mathbf{F}(\mathbf{x})$ ein stetiges Vektorfeld und \mathcal{C} ein einfaches Wegstück. Dann bezeichnet man den nach Lemma 4.2.1 und Folgerung 4.2.3 von der speziellen Wahl der einfachen Parametrisierung $(\mathbf{x}(t), t_1, t_2)$ unabhängigen Ausdruck

$$\int_{\mathcal{C}} \mathbf{F}(\mathbf{x}) \cdot d\mathbf{x} \stackrel{\text{def}}{=} \int_{t_1}^{t_2} \mathbf{F}(\mathbf{x}(t)) \cdot \dot{\mathbf{x}}(t) dt$$

als das **Wegintegral** von $\mathbf{F}(\mathbf{x})$ über \mathcal{C} .

Anmerkungen:

- (i) Anstelle des Begriffs Wegintegral werden oft auch die Begriffe Linienintegral oder Kurvenintegral benutzt.
- (ii) Die Wahl der Zeit t als Integrationsparameter ist natürlich mathematisch belanglos und entspricht lediglich der physikalischen Motivation.
- (iii) Als Wegintegral eines Skalarfeldes $\Phi(\mathbf{x})$ definiert man mitunter

$$\int_{\mathcal{C}} \Phi(\mathbf{x}) \, \mathrm{d}l_{\mathbf{x}} \stackrel{\mathrm{def}}{=} \int_{t_1}^{t_2} \Phi\left(\mathbf{x}(t)\right) \underbrace{|\dot{\mathbf{x}}(t)| \, \mathrm{d}t}_{=\mathrm{d}l_{\mathbf{x}}} = \int_{t_1}^{t_2} \left(\frac{\dot{\mathbf{x}}(t)}{|\dot{\mathbf{x}}(t)|} \Phi\left(\mathbf{x}(t)\right)\right) \cdot \dot{\mathbf{x}}(t) \, \mathrm{d}t \,,$$
(4.19)

Version vom 26. März 2009

²⁰Das innere Produkt mit $\dot{\mathbf{y}}(\tau_1)$ ist notwendig, weil der Mittelwertsatz nicht für Vektor-wertige Funktionen gilt.

107

was natürlich wiederum von der speziellen Wahl der Parametrisierung unabhängig ist.

4.2.2 Eigenschaften des Wegintegrals

Aus Definition 4.2.4 und der Linearitätseigenschaft (3.54) für gewöhnliche Integrale erkennt man sofort folgende Linearitätseigenschaft des Wegintegrals:

$$\int_{\mathcal{C}} (\alpha \mathbf{F}_1(\mathbf{x}) + \beta \mathbf{F}_2(\mathbf{x})) \cdot d\mathbf{x} = \alpha \int_{\mathcal{C}} \mathbf{F}_1(\mathbf{x}) \cdot d\mathbf{x} + \beta \int_{\mathcal{C}} \mathbf{F}_2(\mathbf{x}) \cdot d\mathbf{x}.$$
 (4.20)

Entsprechend ergibt sich aus dem Mittelwertsatz für gewöhnliche Integrale derjenige für Wegintegrale:

Lemma 4.2.5

Gegeben: (i) stetiges Vektorfeld $\mathbf{F}(\mathbf{x})$,

(ii) einfaches Wegstück C,

(iii) einfache Parametrisierung $(\mathbf{x}(t), t_1, t_2)$ von \mathcal{C} ,

Behauptung: Für geeignetes $\mathbf{x}' \in \mathcal{C}$ gilt

$$\int_{\mathcal{C}} \mathbf{F}(\mathbf{x}) \cdot d\mathbf{x} = |\mathcal{C}| \, \mathbf{t} \Big(\mathbf{x}' \Big) \cdot \mathbf{F}(\mathbf{x}') \,,$$

wobei

$$|\mathcal{C}| \stackrel{\text{def}}{=} \int_{t_1}^{t_2} |\dot{\mathbf{x}}(t)| \, \mathrm{d}t$$

die Weglänge von C und

$$\mathbf{t}\Big(\mathbf{x}(t)\Big) \stackrel{\text{def}}{=} \frac{\dot{\mathbf{x}}(t)}{|\dot{\mathbf{x}}(t)|}$$

den **Bahntangenten-Vektor** am Punkt $\mathbf{x}(t)$ bezeichnet.

Daraus ergibt sich unmittelbar die Abschätzung

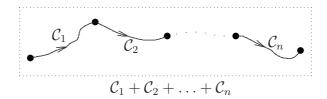
$$\left| \int_{\mathcal{C}} \mathbf{F}(\mathbf{x}) \cdot d\mathbf{x} \right| \le |\mathcal{C}| \sup_{\mathbf{x} \in \mathcal{C}} |\mathbf{F}(\mathbf{x})| . \tag{4.21}$$

Anmerkungen:

(i) Nach (4.20) und (4.21) ändert sich das Wegintegral also wenig, wenn man das Vektorfeld $\mathbf{F}(\mathbf{x})$ 'wenig' verändert.

- (ii) In Abschnitt 4.3.4 werden wir sehen, daß sich das Wegintegral eines **Vektor**feldes auch dann nur wenig ändert, wenn man das Wegstück \mathcal{C} 'wenig' deformiert.
- (iii) Die Stetigkeitseigenschaften (i) und (ii) sollte das Wegintegral auch besitzen, um **physikalisch** brauchbar zu sein.

Wenn C_1, \ldots, C_n einfache Wegstücke sind, für die der Endpunkt von C_{ν} jeweils mit dem Anfangspunkt von $C_{\nu+1}$ übereinstimmt, dann bezeichnet man mit $C_1 + \ldots + C_n$ das aus C_1, \ldots, C_n zusammengesetzte Wegstück entsprechender Orientierung (Durchlaufrichtung):



Dabei kann der zusammengesetzte Weg durchaus **geschlossen** sein, d.h. der Anfangspunkt von C_1 mit dem Endpunkt von C_n übereinstimmen. Dann macht es keinen Sinn mehr, $C_1 + \ldots + C_n$ Anfangs- und Endpunkt zuzuordnen. Falls $C_1 + \ldots + C_n$ wieder ein einfaches Wegstück ist (also ohne Knickstellen, ohne Überschneidungen und nicht geschlossen), dann **gilt** offensichtlich:

$$\int_{\mathcal{C}_1 + \dots + \mathcal{C}_n} \mathbf{F}(\mathbf{x}) \cdot d\mathbf{x} = \int_{\mathcal{C}_1} \mathbf{F}(\mathbf{x}) \cdot d\mathbf{x} + \dots + \int_{\mathcal{C}_n} \mathbf{F}(\mathbf{x}) \cdot d\mathbf{x}.$$
 (4.22)

Andernfalls nimmt man naheliegenderweise die rechte Seite von (4.22) als **Definition** für die linke.

Kehrt man bei einem (evtl. zusammengesetzten) Wegstück \mathcal{C} die Orientierung um, so ergibt sich wiederum ein Wegstück, das man mit $-\mathcal{C}$ bezeichnet.²¹ Mit dieser Definition gilt:²²

$$\int_{-\mathcal{C}} \mathbf{F}(\mathbf{x}) \cdot d\mathbf{x} = -\int_{\mathcal{C}} \mathbf{F}(\mathbf{x}) \cdot d\mathbf{x}.$$
 (4.23)

4.2.3 Wegintegrale über konservative Vektorfelder

Das Wegintegral $\int_{\mathcal{C}} \mathbf{F}(\mathbf{x}) \cdot d\mathbf{x}$ war so definiert, daß es für ein Kraftfeld $\mathbf{F}(\mathbf{x})$, das auf einen Massenpunkt m wirkt, der längs \mathcal{C} bewegt wird, die Arbeit angibt, die

²¹Wenn $(\mathbf{x}(t), t_1, t_2)$ eine Parametrisierung von \mathcal{C} ist, dann ist also $(\mathbf{x}'(t) = \mathbf{x}(t_2 - t), 0, t_2 - t_1)$ eine Parametrisierung von $-\mathcal{C}$.

²²Aber: $\int_{\mathcal{C}} \Phi(\mathbf{x}) dl_{\mathbf{x}} = \int_{-\mathcal{C}} \Phi(\mathbf{x}) dl_{\mathbf{x}}$.

109

das Feld an m während dessen Bewegung vom Anfangs- zum Endpunkt von \mathcal{C} verrichtet. Wenn $\mathbf{F}(\mathbf{x})$ konservativ ist, also von der Form

$$\mathbf{F}(\mathbf{x}) = -\operatorname{grad} V(\mathbf{x}) \,,$$

ergibt sich entsprechend zur Ableitung des einfachen Energiesatzes (3.69):

$$-\int_{\mathcal{C}} \mathbf{F}(\mathbf{x}) \cdot d\mathbf{x} = V(\mathbf{x}_2) - V(\mathbf{x}_1),$$

wobei \mathbf{x}_1 den Ortsvektor des Anfangs- und \mathbf{x}_2 den des End-Punktes von \mathcal{C} bezeichnet. Also:

Die Arbeit, die man **gegen** ein konservatives Kraftfeld bei Verschiebung (mit beliebigem Geschwindigkeitsverlauf) verrichten muß, stimmt mit der Änderung der zugehörigen potentiellen Energie überein.

Mathematisch formuliert:

Lemma 4.2.6

Gegeben: (i) stetig differenzierbares Skalarfeld $\Phi(\mathbf{x})$,

(ii) einfaches Wegstück C mit Anfangspunkt \mathbf{x}_1 und Endpunkt \mathbf{x}_2 .

Behauptung:
$$\int_{\mathcal{C}} \left(\operatorname{grad} \Phi(\mathbf{x}) \right) \cdot d\mathbf{x} = \Phi(\mathbf{x}_2) - \Phi(\mathbf{x}_1) .$$

Beweis: Nach Definition 4.2.2 existiert eine einfache Parametrisierung $(\mathbf{x}(t), t_1, t_2)$ von \mathcal{C} mit

$$\mathbf{x}_1 = \mathbf{x}(t_1) , \quad \mathbf{x}_2 = \mathbf{x}(t_2) . \tag{4.24}$$

Nach Definition 4.2.4 gilt damit

$$\int_{\mathcal{C}} \left(\operatorname{grad} \Phi(\mathbf{x}) \right) \cdot d\mathbf{x} = \int_{t_{1}}^{t_{2}} \dot{\mathbf{x}}(t) \cdot \operatorname{grad} \Phi\left(\mathbf{x}(t)\right) dt$$

$$= \int_{t_{1}}^{t_{2}} \dot{\mathbf{x}}(t) \cdot \operatorname{grad} \Phi\left(\mathbf{x}(t)\right) dt$$

$$= \int_{t_{1}}^{t_{2}} \left(\frac{d}{dt} \Phi\left(\mathbf{x}(t)\right) \right) dt$$

$$= \Phi\left(\mathbf{x}(t_{2})\right) - \Phi\left(\mathbf{x}(t_{2})\right),$$
Haupts.

woraus mit (4.24) die Behauptung folgt.

_____ Version vom 26. März 2009 _____

 $^{^{23}}$ Natürlich können dabei zusätzliche Kräfte an m angreifen.

Da nach Lemma 4.2.6 der Wert des Wegintegrals über ein konservatives Vektorfeld (außer vom Feld) nur von Anfangs- und Endpunkt des (als einfach vorausgesetzten) Wegstücks abhängt, ist die Schreibweise

$$\int_{\mathbf{x}_1}^{\mathbf{x}_2} \mathbf{F}(\mathbf{x}) \cdot d\mathbf{x} \stackrel{\text{def}}{=} \int_{\text{bel. einf. Weg}} \mathbf{F}(\mathbf{x}) \cdot d\mathbf{x} \quad \text{für konservative } \mathbf{F}(\mathbf{x})$$
(4.25)

sinnvoll. Es gilt sogar:

Lemma 4.2.7 Ein stetiges Vektorfeld $\mathbf{F}(\mathbf{x})$ ist genau dann konservativ, wenn für je zwei einfache Wegstücke \mathcal{C} , \mathcal{C}' aus der Übereinstimmung der Anfangs- und Endpunkte stets

$$\int_{\mathcal{C}} \mathbf{F}(\mathbf{x}) \cdot d\mathbf{x} = \int_{\mathcal{C}'} \mathbf{F}(\mathbf{x}) \cdot d\mathbf{x}$$

folgt.

Beweis: Es sei zunächst angenommen, daß für je zwei einfache Wegstücke C, C' aus der Übereinstimmung der Anfangs- und Endpunkte stets

$$\int_{\mathcal{C}} \mathbf{F}(\mathbf{x}) \cdot d\mathbf{x} = \int_{\mathcal{C}'} \mathbf{F}(\mathbf{x}) \cdot d\mathbf{x}$$

folgt. Dann ist die Definition

$$\Phi(\mathbf{x}) \stackrel{\text{def}}{=} - \int_0^{\mathbf{x}} \mathbf{F}(\mathbf{x}') \cdot d\mathbf{x}'$$

im Sinne von (4.25) erlaubt und es gilt

$$\begin{array}{ll} - \left(\mathcal{L}_{\mathbf{v}} \Phi \right) (\mathbf{x}) & \mathop{=}\limits_{\mathrm{Def.}} \underbrace{\left(\frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d} \xi} \int_{0}^{\mathbf{x} + \xi \mathbf{v}} \mathbf{F}(\mathbf{x}') \cdot \mathrm{d} \mathbf{x}' \right)}_{|_{\xi = 0}} \\ & \mathop{=}\limits_{(\mathbf{4}.22)} & \left(\frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d} \xi} \int_{\mathbf{x}}^{\mathbf{x} + \xi \mathbf{v}} \mathbf{F}(\mathbf{x}') \cdot \mathrm{d} \mathbf{x}' \right)_{|_{\xi = 0}} \\ & \mathop{=}\limits_{\mathrm{Def.}} \underbrace{\left(\frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d} \xi} \int_{0}^{\xi} \mathbf{v} \cdot \mathbf{F}(\mathbf{x} + \xi' \mathbf{v}) \, \mathrm{d} \xi' \right)}_{|_{\xi = 0}} \\ & \mathop{=}\limits_{\mathrm{Haupts.}} & \mathbf{v} \cdot \mathbf{F}(\mathbf{x}) \end{array}$$

für alle \mathbf{v} . Nach (4.3) folgt daraus

$$\mathbf{F}(\mathbf{x}) = -\operatorname{grad}\Phi(\mathbf{x})$$
,

d.h. die Konservativität von $\mathbf{F}(\mathbf{x})$. Setzt man umgekehrt voraus, daß $\mathbf{F}(\mathbf{x})$ konservativ ist, so folgt die entsprechende Wegunabhängigkeit direkt aus Lemma 4.2.6.

111

Mit (4.22) und (4.23) ergibt sich aus Lemma 4.2.7 unmittelbar die

Folgerung 4.2.8 Ein stetiges Vektorfeld F(x) ist genau dann konservativ, wenn

$$\int_{\mathcal{C}} \mathbf{F}(\mathbf{x}) \cdot d\mathbf{x} = 0 \quad \text{für jeden geschlossenen Weg } \mathcal{C}$$

(der betrachteten Klasse) gilt.

Eine anschauliche Konsequenz der Konservativität ergibt sich aus der folgenden

Definition 4.2.9 Unter einer **Feldlinie** eines Vektorfeldes $\mathbf{F}(\mathbf{x})$ versteht man eine glatte, orientierte Kurve maximaler Länge, auf der $\mathbf{F}(\mathbf{x})$ nirgends verschwindet und in Richtung der Kurventangente zeigt.

Da sich also eine Feldlinie von $\mathbf{F}(\mathbf{x})$ stets aus einfachen Wegstücken \mathcal{C} zusammensetzt, für deren einfache Parametrisierungen $(\mathbf{x}(t), t_1, t_2)$ stets $\dot{\mathbf{x}}(t) \cdot \mathbf{F}(\mathbf{x}(t)) > 0$ gilt, ergibt sich aus Folgerung 4.2.8 und Definition 4.2.4 unmittelbar:

Folgerung 4.2.10 Ein konservatives Vektorfeld kann keine geschlossene Feldline besitzen.

Warnung: Aus dem Fehlen geschlossener Feldlinien folgt umgekehrt noch nicht²⁴ die Konservativität des Vektorfeldes!

4.2.4 Beispiel: Entropie

Vorbemerkung: Für die Abschnitte 4.1 und 4.1 war der Bezug auf den 3-dimensionalen Raum der Ortsvektoren nicht wesentlich. Im folgenden verwenden wir die entsprechende Übertragung auf den 2-dimensionalen Fall. Dabei erlauben wir uns außerdem die Verwendung von Vektoren mit Komponenten unterschiedlicher physikalischer Dimension.²⁵

Sei S ein **geschlossenes** thermodynamisches System, dessen Gleichgewichtszustände eindeutig durch den Druck P und das Volumen V charakterisiert seien.

Version vom 26. März 2009

²⁴Siehe Schluß von Abschnitt 4.2.4.

 $^{^{25}}$ Da die **Addition** unterschiedlicher physikalischer Größen grundsätzlich vermieden wird, entstehen dadurch keine Probleme.

Quasistatische Prozesse (kontinuierliche Veränderung der Gleichgewichtszustände) lassen sich dann als Wegstücke \mathcal{C} in der V, P-Ebene darstellen, und nach dem 1. Hauptsatz der Thermodynamik ist dann die innere Energie (geeignet normierte Gesamtenergie) des (ruhenden) Systems eine Funktion U(V, P). Die Änderung der inneren Energie während eines quasistatischen Prozesses ist also nach Lemma 4.2.6 durch das Integral

$$\triangle U = \int_{\mathcal{C}} \operatorname{grad} U(V, P) \cdot \operatorname{d} \begin{pmatrix} V \\ P \end{pmatrix}$$

über den entsprechenden Weg \mathcal{C} gegeben.

Die mechanische Arbeit $\triangle A$, die an \mathcal{S} während eines solchen Prozesses verrichtet wird, sei stets durch das Wegintegral des Vektorfeldes

$$\mathbf{A}(V,P) \stackrel{\mathrm{def}}{=} \begin{pmatrix} -P\\0 \end{pmatrix}$$

über \mathcal{C} gegeben:

$$\triangle A = -\int_{\mathcal{C}} P \, dV \stackrel{\text{def}}{=} \int_{\mathcal{C}} \mathbf{A}(V, P) \cdot d \begin{pmatrix} V \\ P \end{pmatrix}.$$

Die Differenz $\triangle Q \stackrel{\text{def}}{=} \triangle U - \triangle A$ bezeichnet man als die dem (geschlossenen!) System während des Prozesses zugeführte **Wärmemenge**. Sie ist also das Wegintegral

$$\triangle Q = \int_{\mathcal{C}} \mathbf{Q}(V, P) \cdot d \begin{pmatrix} V \\ P \end{pmatrix}$$

über das Vektorfeld

$$\mathbf{Q}(V,P) = \begin{pmatrix} C_P(V) \frac{\partial}{\partial V} \hat{T}(V,P) \\ C_V(p) \frac{\partial}{\partial P} \hat{T}(V,P) \end{pmatrix} \stackrel{\text{def}}{=} \operatorname{grad} U(V,P) - \mathbf{A}(V,P),$$

wobei:

 $\begin{array}{cccc} \hat{T}(V,P) & \stackrel{\mathrm{def}}{=} & \mathrm{Temperatur}\,, \\ C_p(V) & \stackrel{\mathrm{def}}{=} & \mathrm{W\"{a}rmekapazit\"{a}t} \ \mathrm{von} \ \mathcal{S} \ \mathrm{bei} \ \mathrm{konstantem} \ \mathrm{Druck} \ P\,, \\ C_V(P) & \stackrel{\mathrm{def}}{=} & \mathrm{W\"{a}rmekapazit\"{a}t} \ \mathrm{von} \ \mathcal{S} \ \mathrm{bei} \ \mathrm{konstantem} \ \mathrm{Volumen} \ V\,. \end{array}$

Da $\int_{\mathcal{C}} P \, \mathrm{d}V$ für geschlossene Wege \mathcal{C} mit dem Inhalt des von \mathcal{C} berandeten Teilgebietes²⁶ der V, P-Ebene übereinstimmt, kann nach Folgerung 4.2.8 das Vektorfeld $\mathbf{A}(V,P)$ nicht konservativ sein, obwohl seine Feldlinien alle parallel zur V-Achse, also nicht geschlossen, sind. Wegen

$$\mathbf{A}(V, P) = \operatorname{grad} U(V, P) - \mathbf{Q}(V, P)$$

_____ Version vom 26. März 2009 _____

²⁶Es genügt, einfache Rechtecke zu betrachten.

kann dann auch $\mathbf{Q}(V, P)$ nicht konservativ sein.

In der Thermodynamik schließt man aus der Unmöglichkeit, Wärme **vollständig** in mechanische Arbeit umzuwandeln (**2.** Hauptsatz), daß dagegen das Wegintegral über $\frac{1}{\hat{T}}\mathbf{Q}$ nur von Anfangs- und Endpunkt abhängt (außer vom Feld selbst) und somit im Sinne von (4.25) die Definition

$$S(V,P) \stackrel{\text{def}}{=} \int_{(V_0,P_0)}^{(V,P)} \left(\frac{1}{\hat{T}(V',P')} \mathbf{Q}(V',P') \right) \cdot d \begin{pmatrix} V' \\ P' \end{pmatrix} \quad \textbf{Entropie}$$

erlaubt.

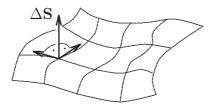
4.3 Oberflächenintegrale

4.3.1 Definitionen

Nach Aufgabe 15 ist der Strom J eines Mediums konstanter Stromdichte \jmath durch eine ebene Fläche $\mathcal S$ mit dem Flächenvektor²⁷ S:

$$J = \mathbf{\jmath} \cdot \mathbf{S}$$
.

Zur Bestimmung des allgemeinen Stromes durch eine gekrümmte Fläche ist diese durch eine Summe ebener Flächen zu approximieren, über die \jmath näherungsweise als räumlich konstant angesehen werden kann:



Die Summe der Teilströme liefert dann im Grenzübergang (als Oberflächenintegral) den Gesamtstrom durch \mathcal{S} .

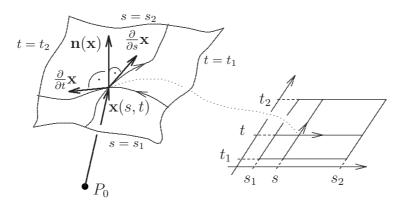
Diese Überlegungen führen auf folgende

Definition 4.3.1 Als **einfaches Flächenstück** bezeichnen wir eine Menge S von Ortsvektoren gemeinsam mit einer Abbildung $\mathbf{n}(\mathbf{x})$ von S in die Menge der dimensionslosen Einheitsvektoren, sofern dazu eine **einfache Parametrisierung** $(\mathbf{x}(s,t),s_1,s_2,t_1,t_2)$ existiert, d.h. Zeitpunkte s_1,s_2,t_1,t_2 und eine eineindeutige, stetig differenzierbare Abbildung $\mathbf{x}(s,t)$ von $[s_1,s_2] \times [t_1,t_2]$ auf S mit:

(i)
$$\left(\frac{\partial}{\partial s}\mathbf{x}(s,t)\right) \times \frac{\partial}{\partial t}\mathbf{x}(s,t) \neq 0 \quad \text{für alle } s,t\,,$$

(ii)
$$\mathbf{n}\left(\mathbf{x}(s,t)\right) = \frac{\left(\frac{\partial}{\partial s}\mathbf{x}(s,t)\right) \times \frac{\partial}{\partial t}\mathbf{x}(s,t)}{\left|\left(\frac{\partial}{\partial s}\mathbf{x}(s,t)\right) \times \frac{\partial}{\partial t}\mathbf{x}(s,t)\right|} \quad \text{für alle } s,t.$$

Den Vektor $\mathbf{n}(\mathbf{x})$ bezeichnet man als die **Flächennormale** von $\mathcal S$ an der Stelle $\mathbf x$.



Mit entsprechendem Mehraufwand im Vergleich zu (4.19) und Folgerung 4.2.3 erhält man

Lemma 4.3.2

Gegeben: (i) stetiges Vektorfeld $\mathbf{\jmath}(\mathbf{x})$,

(ii) einfaches Flächenstück S.

Behauptung: Das Doppelintegral

$$\int_{t_1}^{t_2} \left(\int_{s_1}^{s_2} \boldsymbol{\jmath} \left(\mathbf{x}(s,t) \right) \cdot \left(\left(\frac{\partial}{\partial s} \mathbf{x}(s,t) \right) \times \frac{\partial}{\partial t} \mathbf{x}(s,t) \right) ds \right) dt$$

liefert für jede einfache Parametrisierung $(\mathbf{x}(s,t), s_1, s_2, t_1, t_2)$ von \mathcal{S} den gleichen Wert.

Definition 4.3.3 Seien $\mathbf{\jmath}(\mathbf{x})$ ein stetiges Vektorfeld und \mathcal{S} ein einfaches Flächenstück. Dann bezeichnet man den nach Lemma 4.3.2 von der speziellen Wahl der Parametrisierung unabhängigen Ausdruck

$$\int_{\mathcal{S}} \boldsymbol{\jmath}(\mathbf{x}) \cdot d\mathbf{S}_{\mathbf{x}} \stackrel{\text{def}}{=} \int_{t_1}^{t_2} \left(\int_{s_1}^{s_2} \boldsymbol{\jmath} \left(\mathbf{x}(s,t) \right) \cdot \left(\left(\frac{\partial}{\partial s} \mathbf{x}(s,t) \right) \times \frac{\partial}{\partial t} \mathbf{x}(s,t) \right) ds \right) dt$$

als das **Oberflächenintegral** von $\jmath(\mathbf{x})$ über \mathcal{S} .

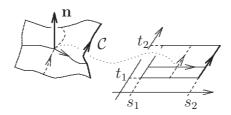
Anmerkungen:

- (i) Falls $\mathbf{\jmath}(\mathbf{x})$ tatsächlich eine Stromdichte ist, gibt also $\int_{\mathcal{S}} \mathbf{\jmath}(\mathbf{x}) \cdot d\mathbf{S}_{\mathbf{x}}$ den Gesamtstrom durch \mathcal{S} an, der positiv ist, wenn er in Richtung der Flächennormalen durch \mathcal{S} hindurchtritt.
- (ii) Als Oberflächenintegral eines Skalarfeldes $\Phi(\mathbf{x})$ definiert man mitunter

$$\int_{\mathcal{S}} \Phi(\mathbf{x}) \, dS_{\mathbf{x}} \stackrel{\text{def}}{=} \int_{\mathcal{S}} \left(\Phi(\mathbf{x}) \, \mathbf{n}(\mathbf{x}) \right) \cdot d\mathbf{S}_{\mathbf{x}}
= \int_{t_1}^{t_2} \left(\int_{s_1}^{s_2} \Phi(\mathbf{x}(s,t)) \left| \left(\frac{\partial}{\partial s} \mathbf{x}(s,t) \right) \times \frac{\partial}{\partial t} \mathbf{x}(s,t) \right| ds \right) dt,$$

was natürlich ebenfalls von der speziellen Wahl der Parametrisierung unabhängig ist.

Definition 4.3.4 Seien C ein einfaches Wegstück und S ein einfaches Flächenstück. Dann nennen wir C einen **Teilrand** von S, falls eine einfache Parametrisierung $(\mathbf{x}(s,t),s_1,s_2,t_1,t_2)$ von S existiert, für die $(\mathbf{x}(t) \stackrel{\text{def}}{=} \mathbf{x}(s_2,t),t_1,t_2)$ eine einfache Parametrisierung von C ist:

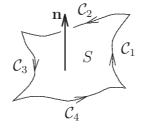


Anschaulich leicht verständlich ist:

Folgerung 4.3.5 Jedes einfache Flächenstück S besitzt genau vier bis auf zyklische Vertauschung der Indizes eindeutige Teilränder C_1, \ldots, C_4 , die sich zu einem geschlossenen Weg

$$\partial \mathcal{S} \stackrel{\text{def}}{=} \left((\mathcal{C}_1 + \mathcal{C}_2) + \mathcal{C}_3 \right) + \mathcal{C}_4$$

aneinanderfügen:



Definition 4.3.6 Den einem einfachen Flächenstück S gemä β Folgerung 4.3.5 eindeutig zugeordneten Weg ∂S , der aus den Teilrändern resultiert, bezeichnet man als den (orientierten) **Rand** von S.

Anmerkung: Wenn man die Orientierung des Randes kennt, liegt damit bereits die Orientierung der Flächennormalen fest.

4.3.2 Beispiele geeigneter Flächenparametrisierungen

Projektionsintegral

Seien $\mathbf{\jmath}(\mathbf{x})$ ein stetiges Vektorfeld, $\{\mathbf{e}_1,\mathbf{e}_2,\mathbf{e}_3\}$ eine Orthonormalbasis und

$$\left(\mathbf{x}(s,t) = \begin{pmatrix} s \\ f(s) + tg(s) \\ x^3 \left(s, f(s) + tg(s)\right) \end{pmatrix}, s_1, s_2, t_1, t_2\right)$$

eine einfache Parametrisierung 28 des Flächenstücks \mathcal{S} . Dann ist

$$\left(\mathbf{x}_3(s,t) \stackrel{\text{def}}{=} \begin{pmatrix} s \\ f(s) + tg(s) \\ 0 \end{pmatrix}, s_1, s_2, t_1, t_2 \right)$$

eine einfache Parametrisierung der **Projektion** S_3 von S auf die e_1, e_2 -Ebene und mit

$$\mathbf{\jmath}_k(\mathbf{x}) \stackrel{\text{def}}{=} \mathbf{\jmath}(\mathbf{x}) \cdot \mathbf{e}_k$$
 für $k = 1, 2, 3$

gilt:²⁹

$$\int_{\mathcal{S}} \mathbf{j}_{3}(\mathbf{x}) \cdot d\mathbf{S}_{\mathbf{x}} = \int_{t_{1}}^{t_{2}} \left(\int_{s_{1}}^{s_{2}} \mathbf{j}_{3} \left(\mathbf{x}(s,t) \right) \cdot \left(\left(\frac{\partial}{\partial s} \mathbf{x}_{3}(s,t) \right) \times \frac{\partial}{\partial t} \mathbf{x}_{3}(s,t) \right) ds \right) dt$$

$$= \int_{\mathcal{S}_{3}} \left(\mathbf{j} \left(x^{1}, x^{2}, x^{3}(x^{1}, x^{2}) \right) \cdot \mathbf{e}_{3} \right) dS_{\mathbf{x}}$$

Entsprechende Formeln gelten für die Wegintegrale von \jmath_1 und \jmath_2 über \mathcal{S} .

$$\mathbf{e}_{3} \cdot \left(\left(\frac{\partial}{\partial s} \mathbf{x}(s,t) \right) \times \frac{\partial}{\partial t} \mathbf{x}(s,t) \right) = \mathbf{e}_{3} \cdot \left(\left(\frac{\partial}{\partial s} \mathbf{x}_{3}(s,t) \right) \times \frac{\partial}{\partial t} \mathbf{x}_{3}(s,t) \right) = \left| \left(\frac{\partial}{\partial s} \mathbf{x}_{3}(s,t) \right) \times \frac{\partial}{\partial t} \mathbf{x}_{3}(s,t) \right|.$$

 $^{^{28} \}mathrm{Nat}$ ürlich läßt nicht jedes einfache Flächenstück eine solche Parametrisierung zu.

²⁹Wegen

Ausschnitt einer Kugeloberfläche

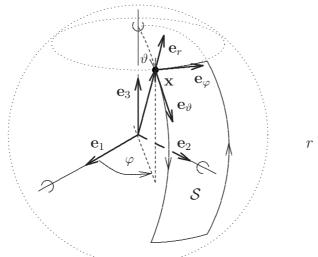
Hier bietet sich die Parametrisierung mithilfe von **Polarkoordinaten** (**Kugelko- ordinaten**) r, ϑ, φ an:

$$\mathbf{x}(r, \vartheta, \varphi) = r \sin \vartheta \cos \varphi \, \mathbf{e}_1 + r \sin \vartheta \sin \varphi \, \mathbf{e}_2 + r \cos \vartheta \, \mathbf{e}_3$$

Im einfachsten Falle ist dann

$$\begin{split} \left(\mathbf{x}(\vartheta,\varphi) &\stackrel{\text{def}}{=} \mathbf{x}(R,\vartheta,\varphi), \vartheta_1, \vartheta_2, \varphi_1, \varphi_2\right)\,, \\ \text{wobei: } 0 < \vartheta_1 < \vartheta_2 < \pi\,, \ 0 < \varphi_1 < \varphi_2 < 2\pi\,, \end{split}$$

eine einfache Parametrisierung von \mathcal{S} :³⁰



 $r \stackrel{\text{def}}{=} |\mathbf{x}| = R$, $\mathbf{n} = \mathbf{e}_r$.

Mit

$$\frac{\partial}{\partial \vartheta} \mathbf{x}(\vartheta, \varphi) = R \, \mathbf{e}_{\vartheta}(R, \vartheta, \varphi) \,, \quad \frac{\partial}{\partial \varphi} \mathbf{x}(\vartheta, \varphi) = R \, \sin \vartheta \, \mathbf{e}_{\varphi}(R, \vartheta, \varphi) \,,$$
$$\mathbf{n} \Big(\mathbf{x}(R, \vartheta, \varphi) \Big) = \mathbf{e}_r(R, \vartheta, \varphi)$$

ergibt sich dann für das Oberflächenintegral:

$$\int_{\mathcal{S}} \boldsymbol{\jmath}(\mathbf{x}) \cdot d\mathbf{S}_{\mathbf{x}} = \int_{\varphi_1}^{\varphi_2} \left(\int_{\vartheta_1}^{\vartheta_2} j^r(R, \vartheta, \varphi) R^2 \sin \vartheta \, d\vartheta \right) d\varphi,$$
wobei: $j^r(R, \vartheta, \varphi) \stackrel{\text{def}}{=} \boldsymbol{\jmath} \left(\mathbf{x}(r, \vartheta, \varphi) \right) \cdot \mathbf{e}_r(r, \vartheta, \varphi).$

Für den Spezialfall $j^r = 1$ ergibt sich offensichtlich der Flächeninhalt

$$|\mathcal{S}| = \int_{\varphi_1}^{\varphi_2} \left(\int_{\vartheta_1}^{\vartheta_2} R^2 \sin \vartheta \, \mathrm{d}\vartheta \right) \mathrm{d}\varphi \,,$$

Version vom 26. März 2009

 $^{^{30}}$ In diesem Falle zeigt die Flächennormale aus der Kugel heraus. ϑ ist der Winkel zwischen \mathbf{x} und \mathbf{e}_3 , φ der Winkel, den die \mathbf{e}_1 - \mathbf{e}_3 -Ebene mit der \mathbf{x} - \mathbf{e}_3 -Ebene bildet.

dessen rein winkelabhängigen Anteil

$$\Omega_{\mathcal{S}} \stackrel{\text{def}}{=} \int_{\varphi_1}^{\varphi_2} \left(\int_{\vartheta_1}^{\vartheta_2} \sin \vartheta \, d\vartheta \right) d\varphi = -\left(\varphi_2 - \varphi_1 \right) \left(\cos \vartheta_2 - \cos \vartheta_1 \right)$$

man als den zugehörigen Raumwinkel (Winkelbereich, den S, vom Ursprung aus gesehen, überdeckt) bezeichnet.

Im Grenzfall $(\vartheta_1, \vartheta_2, \varphi_1, \varphi_2) \to (0, \pi, 0, \pi)$ konvergiert $\Omega_{\mathcal{S}}$ gegen

$$\int_{\rm voll. \ Winkelber.} d\Omega \, = \, 4\pi$$

und $|\mathcal{S}|$ gegen die gesamte Kugeloberfläche, die sich somit zu $4\pi R^2$ ergibt.

Ausschnitt einer Zylinderoberfläche

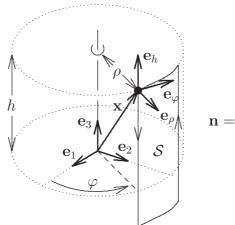
Hier bietet sich die Parametrisierung mithilfe von **Zylinderkoordinaten** ρ, φ, h an:

$$\mathbf{x}(\rho, \varphi, h) = \rho \cos \varphi \, \mathbf{e}_1 + \rho \sin \varphi \, \mathbf{e}_2 + h \, \mathbf{e}_3.$$

Im einfachsten Falle ist dann

$$\left(\mathbf{x}(\varphi,h) \stackrel{\text{def}}{=} \mathbf{x}(R,\varphi,h), \varphi_1, \varphi_2, h_1, h_2\right), \text{ wobei: } 0 < \varphi_1 < \varphi_2 < 2\pi,$$

eine einfache Parametrisierung von S:³¹



$$\mathbf{n} = \mathbf{e}_r$$
, $\rho = R$

Mit
$$\frac{\partial}{\partial \varphi} \mathbf{x}(\varphi, h) = R \, \mathbf{e}_{\varphi}(R, \varphi, h) \,, \quad \frac{\partial}{\partial h} \mathbf{x}(\varphi, h) = \mathbf{e}_{h}(R, \varphi, h) \,,$$
$$\mathbf{n} \Big(\mathbf{x}(R, \varphi, h) \Big) = \mathbf{e}_{\rho}(R, \varphi, h)$$

Version vom 26. März 2009

³¹In diesem Falle zeigt die Flächennormale aus dem Zylinder heraus.

ergibt sich dann für das Oberflächenintegral:

$$\int_{\mathcal{S}} \boldsymbol{\jmath}(\mathbf{x}) \cdot d\mathbf{S}_{\mathbf{x}} = \int_{h_1}^{h_2} \left(\int_{\varphi_1}^{\varphi_2} j^{\rho}(R, \varphi, h) R d\varphi \right) dh,$$
wobei: $j^{\rho}(\rho, \varphi, h) \stackrel{\text{def}}{=} \boldsymbol{\jmath} \left(\mathbf{x}(\rho, \varphi, h) \right) \cdot \mathbf{e}_{\rho}(\rho, \varphi, h).$

Eigenschaften des Oberflächenintegrals 4.3.3

Aus Definition 4.3.3 und der Linearitätseigenschaft (3.54) für gewöhnliche Integrale erkennt man sofort folgende Linearitätseigenschaft des Oberflächenintegrals:

$$\int_{\mathcal{S}} \left(\alpha \, \mathbf{j}_1(\mathbf{x}) + \beta \, \mathbf{j}_1(\mathbf{x}) \right) \cdot d\mathbf{S}_{\mathbf{x}} = \alpha \int_{\mathcal{S}} \mathbf{j}_1(\mathbf{x}) \cdot d\mathbf{S}_{\mathbf{x}} + \beta \int_{\mathcal{S}} \mathbf{j}_2(\mathbf{x}) \cdot d\mathbf{S}_{\mathbf{x}}$$
(4.26)

Entsprechend ergibt sich durch 2-fache Anwendung des Mittelwertsatzes für gewöhnliche Integrale der Mittelwertsatz für Oberflächenintegrale:

Lemma 4.3.7

(i) stetiges Vektorfeld $\mathbf{\jmath}(x)$, (ii) einfaches Flächenstück $\mathcal S$. Gegeben:

Behauptung: Für geeignetes $\mathbf{x}' \in \mathcal{S}$ gilt

$$\int_{\mathcal{S}} \boldsymbol{\jmath}(\mathbf{x}) \cdot d\mathbf{S}_{\mathbf{x}} = |\mathcal{S}| \, \mathbf{n}(\mathbf{x}') \cdot \boldsymbol{\jmath}(\mathbf{x}') \,,$$

wobei

$$|\mathcal{S}| \stackrel{\text{def}}{=} \int_{\mathcal{S}} \mathrm{d}S_{\mathbf{x}}$$

der **Flächeninhalt** von S ist.

Hieraus folgt direkt die Abschätzung

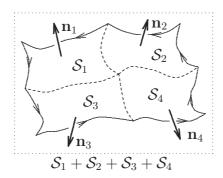
$$\left| \int_{\mathcal{S}} \boldsymbol{\jmath}(\mathbf{x}) \cdot d\mathbf{S}_{\mathbf{x}} \right| \le |\mathcal{S}| \sup_{\mathbf{x} \in \mathcal{S}} |\boldsymbol{\jmath}(\mathbf{x})|. \tag{4.27}$$

Anmerkung: Die Anmerkungen (i)–(iii) von Abschnitt 4.2.2 bzgl. der Stetigkeitseigenschaften des Wegintegrals gelten für das Oberflächenintegral entsprechend.

Seien S_1, \ldots, S_n einfache Flächenstücke mit folgenden Eigenschaften

- (i) Je zwei Flächenstücke S_i , S_k haben höchstens Randpunkte gemeinsam.
- (ii) Wenn S_j und S_k gemeinsam ein Wegstück nicht verschwindender Länge mengenmäßig enthalten, dann haben die zugehörigen Teilränder entgegengesetzte Orientierung.³²
- (iii) Die Vereinigung der Flächenstücke S_1, \ldots, S_n ist eine 'vernünftig' zusammenhängende Menge.
- (iv) Der Durchschnitt von jeweils drei verschiedenen Flächenstücken enthält höchstens einen Punkt.

Unter diesen Bedingungen bezeichnet man mit $S_1 + \ldots + S_n$ das zusammengesetzte Flächenstück entspr. Orientierung (Zuordnung der Flächennormalen):



Als $Rand \partial (S_1 + \ldots + S_n)$ bezeichnet man den (geschlossenen) orientierten Weg, der sich aus all den Randstücken zusammensetzt, die nicht in zwei verschiedenen Flächenstücken mengenmäßig enthalten sind. Falls kein solches Randstück existiert, 33 dann nennt man $S_1 + \ldots + S_n$ geschlossen und schreibt: $\partial (S_1 + \ldots + S_n) = \emptyset$.

Falls $S_1 + \ldots + S_n$ wieder ein einfaches Flächenstück ist, ist die neue Definition des Randes äquivalent zur alten Definition 4.3.6. Außerdem gilt dann offensichtlich:

$$\int_{S_1 + \dots + S_n} \mathbf{\jmath}(\mathbf{x}) \cdot d\mathbf{S}_{\mathbf{x}} = \int_{S_1} \mathbf{\jmath}(\mathbf{x}) \cdot d\mathbf{S}_{\mathbf{x}} + \dots + \int_{S_n} \mathbf{\jmath}(\mathbf{x}) \cdot d\mathbf{S}_{\mathbf{x}}. \tag{4.28}$$

Andernfalls nimmt man naheliegenderweise die rechte Seite von (4.28) als **Definition** für die linke.

Kehrt man bei einem Flächenstück \mathcal{S} die Orientierung um, so ergibt sich wieder ein Flächenstück, das man mit $-\mathcal{S}$ bezeichnet.³⁴ Mit dieser Definition gilt:

$$\int_{-\mathcal{S}} \boldsymbol{\jmath}(\mathbf{x}) \cdot d\mathbf{S}_{\mathbf{x}} = -\int_{\mathcal{S}} \boldsymbol{\jmath}(\mathbf{x}) \cdot d\mathbf{S}_{\mathbf{x}}.$$
 (4.29)

Version vom 26. März 2009

³²Das garantiert die Orientierbarkeit der zusammengesetzten Fläche (fast überall).

³³Man denke etwa an die Oberfläche eines Würfels.

³⁴Wenn $(\mathbf{x}(s,t), s_1, s_2, t_1, t_2)$ eine Parametrisierung von \mathcal{S} ist, dann ist also $(\mathbf{x}(t,s), s_1, s_2, t_1, t_2)$ eine Parametrisierung von $-\mathcal{S}$.

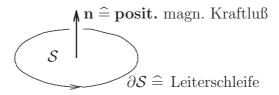
121

4.3.4 Der Satz von Stokes

Es gibt verschiedene physikalische Hinweise auf einen engen Zusammenhang zwischen Flächenintegralen über eine orientierte Fläche \mathcal{S} und Wegintegralen über deren Rand $\partial \mathcal{S}$:

Z.B. lautet das Induktionsgesetz der Elektrodynamik — wir benutzen hier als Maßsystem das SI ($Syst\'eme\ International\ d'Unit\'es$, siehe Anhang A.3.3 von (Lücke, edyn)) — bzgl. einer festen Leiterschleife längs $\partial \mathcal{S}$

$$\underbrace{\int_{\partial \mathcal{S}} \mathbf{E}(\mathbf{x}, t) \cdot d\mathbf{x}}_{\text{induzierte Spannung}} = -\frac{d}{dt} \underbrace{\int_{\mathcal{S}} \mathbf{B}(\mathbf{x}, t) \cdot d\mathbf{S}_{\mathbf{x}}}_{\text{magn. Kraftfluß durch } \mathcal{S}}, \tag{4.30}$$



wobei natürlich $\mathbf{E}(\mathbf{x},t)$ das von der Zeit t abhängige elektrische Feld und $\mathbf{B}(\mathbf{x},t)$ die ebenfalls t-abhängige magnetische Kraftflußdichte bezeichnet.

Ein weiteres Beispiel ist das Amperes $che\ Durchflutungsgesetz$ der Magnetostatik

$$\int_{\partial S} \mathbf{H}(\mathbf{x}) \cdot d\mathbf{x} = \int_{S} \mathbf{j}_{\text{makr}}(\mathbf{x}) \cdot d\mathbf{S}_{\mathbf{x}}, \qquad (4.31)$$

wobei $\mathbf{H}(\mathbf{x})$ das Magnetfeld und $\mathbf{\jmath}_{\text{makr}}(\mathbf{x})$ die elektrische Leitungsstromdichte bezeichnet.

Es liegt also der Versuch nahe, allgemein das Wegintegral über den Rand $\partial \mathcal{S}$ eines einfachen Flächenstücks \mathcal{S} auf ein Flächenintegral über \mathcal{S} zurückzuführen:

Seien also $\mathbf{A}(\mathbf{x})$ ein stetig differenzierbares Vektorfeld, \mathcal{S} ein einfaches Flächenstück und $(\mathbf{x}(s,t),s_1,s_2,t_1,t_2)$ eine $(2\times \text{ stetig differenzierbare})$ einfache Parametrisierung von \mathcal{S} . Dann gilt (mit offensichtlichen schreibtechnischen Abkürzungen)

$$\int_{\partial \mathcal{S}} \mathbf{A}(\mathbf{x}) \cdot d\mathbf{x} = \int_{t_1}^{t_2} \left(\mathbf{A} \left(\mathbf{x}(s_2, t) \right) \cdot \partial_t \mathbf{x}(s_2, t) - \mathbf{A} \left(\mathbf{x}(s_1, t) \right) \cdot \partial_t \mathbf{x}(s_1, t) \right) dt \\
+ \int_{s_1}^{s_2} \left(\mathbf{A} \left(\mathbf{x}(s, t_1) \right) \cdot \partial_s \mathbf{x}(s, t_1) - \mathbf{A} \left(\mathbf{x}(s, t_2) \right) \cdot \partial_s \mathbf{x}(s, t_2) \right) ds$$

und somit

$$\int_{\partial \mathcal{S}} \mathbf{A}(\mathbf{x}) \cdot d\mathbf{x} = \int_{s_1}^{s_2} \int_{t_1}^{t_2} \left(\partial_s \left[\mathbf{A}(\mathbf{x}) \cdot \partial_t \mathbf{x} \right] - \partial_t \left[\mathbf{A}(\mathbf{x}) \cdot \partial_s \mathbf{x} \right] \right) ds dt$$

$$= \int_{\text{Produktr. Lemma 4.1.5}} \int_{s_1}^{s_2} \int_{t_1}^{t_2} \left(\left[\partial_s \mathbf{A}(\mathbf{x}) \right] \cdot \partial_t \mathbf{x} - \left[\partial_t \mathbf{A}(\mathbf{x}) \right] \cdot \partial_s \mathbf{x} \right) ds dt$$

$$= \int_{\text{Lemma 4.1.3}} \int_{s_1}^{s_2} \int_{t_1}^{t_2} \sum_{j=1}^{3} \left[\left(\partial_s \mathbf{x} \cdot \mathbf{b}^j \right) \left(\left(\mathcal{L}_{\mathbf{b}_j} \mathbf{A} \right) (\mathbf{x}) \cdot \partial_t \mathbf{x} \right) - \left(\partial_t \mathbf{x} \cdot \mathbf{b}^j \right) \left(\left(\mathcal{L}_{\mathbf{b}_j} \mathbf{A} \right) (\mathbf{x}) \cdot \partial_s \mathbf{x} \right) \right] ds dt$$

$$= \int_{s_1}^{t_2} \int_{s_1}^{t_2} \sum_{j=1}^{3} \left(\mathbf{b}^j \times \left(\mathcal{L}_{\mathbf{b}_j} \mathbf{A} \right) (\mathbf{x}) \right) \cdot \left(\partial_s \mathbf{x} \times \partial_t \mathbf{x} \right) ds dt .$$

$$= \int_{s_1}^{t_2} \int_{s_1}^{t_2} \sum_{j=1}^{3} \left(\mathbf{b}^j \times \left(\mathcal{L}_{\mathbf{b}_j} \mathbf{A} \right) (\mathbf{x}) \right) \cdot \left(\partial_s \mathbf{x} \times \partial_t \mathbf{x} \right) ds dt .$$

$$= \int_{s_1}^{t_2} \int_{s_1}^{t_2} \sum_{j=1}^{3} \left(\mathbf{b}^j \times \left(\mathcal{L}_{\mathbf{b}_j} \mathbf{A} \right) (\mathbf{x}) \right) \cdot \left(\partial_s \mathbf{x} \times \partial_t \mathbf{x} \right) ds dt .$$

Als Resultat ergibt sich also der³⁵

Satz 4.3.8 (Satz von Stokes)

Gegeben: (i) stetig differenzierbares Vektorfeld $\mathbf{A}(\mathbf{x})$,

(ii) einfaches Flächenstück S,

(iii) $Basis \{\mathbf{b}_1, \mathbf{b}_2, \mathbf{b}_3\}$.

Behauptung:
$$\int_{\partial \mathcal{S}} \mathbf{A}(\mathbf{x}) \cdot d\mathbf{x} = \int_{\mathcal{S}} \left[\sum_{j=1}^{3} \mathbf{b}^{j} \times \left(\mathcal{L}_{\mathbf{b}_{j}} \mathbf{A} \right) (\mathbf{x}) \right] \cdot d\mathbf{S}_{\mathbf{x}}.$$

Mit dem Mittelwertsatz für Flächenintegrale (Lemma 4.3.7) ergibt sich aus dem Satz von Stokes unmittelbar die

Folgerung 4.3.9

Gegeben: (i) stetig differenzierbares Vektorfeld $\mathbf{A}(\mathbf{x})$,

- (ii) $Ortsvektor \mathbf{x}_0$,
- (ii) dimensionsloser Einheitsvektor **e**,
- (ii) Schar einfacher Flächenstücke S_{ϵ} mit

$$\lim_{\epsilon \to 0} \sup_{\mathbf{x} \in \mathcal{S}_{\epsilon}} (\|\mathbf{x} - \mathbf{x}_0\| + \|\mathbf{n}_{\epsilon}(\mathbf{x}) - \mathbf{e}\|) = 0$$
$$(\mathbf{n}_{\epsilon}(\mathbf{x}) \stackrel{\text{def}}{=} Fl\ddot{a}chennormale \ von \ \mathcal{S}_{\epsilon} \ an \ der \ Stelle \ \mathbf{x}).$$

Behauptung:
$$\mathbf{e} \cdot \left[\sum_{j=1}^{3} \mathbf{b}^{j} \times (\mathcal{L}_{\mathbf{b}_{j}} \mathbf{A}) (\mathbf{x}_{0}) \right] = \lim_{\epsilon \to 0} \frac{1}{|\mathcal{S}_{\epsilon}|} \int_{\partial \mathcal{S}_{\epsilon}} \mathbf{A}(\mathbf{x}) \cdot d\mathbf{x}.$$

____ Version vom 26. März 2009 _____

 $^{^{35}}$ Eigentlich haben wir den Satz von Stokes nur für den Fall bewiesen, daß \mathcal{S} eine **2-mal stetig differenzierbare** einfache Parametrisierung zuläßt (Verwendung von Lemma 4.1.5). Aufgrund der Stetigkeitseigenschaften der Integrale gilt der Satz dann aber auch ohne diese Einschränkung.

Definition 4.3.10 Sei $\mathbf{A}(\mathbf{x})$ ein stetig differenzierbares Vektorfeld. Dann bezeichnet man das nach Folgerung 4.3.9 von der speziellen Wahl der Basis $\{\mathbf{b}_1, \mathbf{b}_2, \mathbf{b}_3\}$ unabhängige³⁶ Vektorfeld

$$rot \mathbf{A}(\mathbf{x}) \stackrel{\text{def}}{=} \sum_{j=1}^{3} \mathbf{b}^{j} \times (\mathcal{L}_{\mathbf{b}_{j}} \mathbf{A}) (\mathbf{x})$$

als **Rotation** von A(x).

Die Bezeichnung 'Rotation' erklärt sich aus dem Satz von STOKES, der nun die Form

$$\int_{\partial S} \mathbf{A}(\mathbf{x}) \cdot d\mathbf{x} = \int_{S} \text{rot} \mathbf{A}(\mathbf{x}) \cdot d\mathbf{S}_{\mathbf{x}}$$
 (4.32)

annimmt. Danach läßt sich $rot \mathbf{A}(\mathbf{x})$ als eine Art Flächendichte der Feldwirbel interpretieren.

Z.B. gilt für das Geschwindigkeitsfeld $\mathbf{v}(\mathbf{x}) = \boldsymbol{\omega}_0 \times x$ eines starren Körpers, der mit der Winkelgeschwindigkeit (Kreisfrequenz) $|\boldsymbol{\omega}_0|$ im Rechtsschraubensinn um die Achse rotiert, die durch P_0 geht und in Richtung von $\boldsymbol{\omega}_0$ zeigt:³⁷

$$rot (\boldsymbol{\omega}_0 \times \mathbf{x}) = 2 \,\boldsymbol{\omega}_0 \,. \tag{4.33}$$

Nach (4.7) und Definition 4.3.10 gilt für jedes dimensionslose orthonormale Rechtssystem $\{e_1, e_2, e_3\}$

$$\operatorname{rot}\mathbf{A}(\mathbf{x}) = \begin{pmatrix} \frac{\partial}{\partial x^2} A^3(x^1, x^2, x^3) - \frac{\partial}{\partial x^3} A^2(x^1, x^2, x^3) \\ \frac{\partial}{\partial x^3} A^1(x^1, x^2, x^3) - \frac{\partial}{\partial x^1} A^3(x^1, x^2, x^3) \\ \frac{\partial}{\partial x^1} A^2(x^1, x^2, x^3) - \frac{\partial}{\partial x^2} A^1(x^1, x^2, x^3) \end{pmatrix}, \tag{4.34}$$

falls

$$\mathbf{x} = \begin{pmatrix} x^1 \\ x^2 \\ x^3 \end{pmatrix}, \ \mathbf{A}(\mathbf{x}) = \begin{pmatrix} A^1(x^1, x^2, x^3) \\ A^2(x^1, x^2, x^3) \\ A^3(x^1, x^2, x^3) \end{pmatrix} \text{ bzgl. } \{\mathbf{e}_1, \mathbf{e}_2, \mathbf{e}_3\}.$$

Für ein stetig differenzierbares Vektorfeld $\mathbf{A}(\mathbf{x})$ gilt nach (4.32), Folgerung 4.3.9 und Folgerung 4.2.8:

$$\mathbf{A}(\mathbf{x}) \text{ konservativ} \iff \text{rot} \mathbf{A}(\mathbf{x}) = 0.$$
(4.35)

Nach (4.32), Folgerung 4.3.9 und Lemma 4.3.7 ist das Induktionsgesetz (4.30) äquivalent zu der MAXWELLschen Gleichung³⁸

$$rot\mathbf{E}(\mathbf{x},t) = -\frac{\partial}{\partial t}\mathbf{B}(\mathbf{x},t). \tag{4.36}$$

____ Version vom 26. März 2009 _____

³⁶Diese Basisunabhängigkeit folgt auch aus (4.3).

³⁷Vgl. Übungsaufgabe 54.

³⁸Natürlich ist hier hinreichend gute t-Abhängigkeit vorausgesetzt.

Entsprechend ist das Amperesche Gesetz (4.31) äquivalent zum statischen Spezialfall

$$rot \mathbf{H}(\mathbf{x}) = \mathbf{\jmath}_{makr}(\mathbf{x}) \tag{4.37}$$

der Maxwellschen Gleichung

$$rot \mathbf{H}(\mathbf{x}, t) = \mathbf{\jmath}_{makr}(\mathbf{x}, t) + \frac{\partial}{\partial t} \mathbf{D}(\mathbf{x}, t).$$

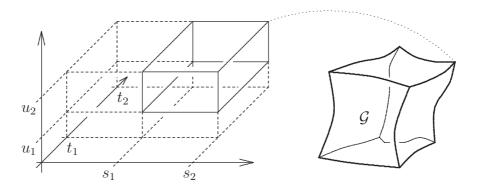
Schließlich sei noch erwähnt, daß aus (4.32) und Lemma 4.3.7 die in Anmerkung (ii) zu (4.21) angesprochene **stetige** Abhängigkeit des Wegintegrals (für **Vektor**felder) vom Weg folgt.

4.4 Volumenintegrale

4.4.1 Definitionen

Definition 4.4.1 Als einfaches (positiv orientiertes) Raumgebiet bezeichnen wir eine Menge \mathcal{G} von Ortsvektoren, für die eine einfache Parametrisierung existiert; d.h. Zeitpunkte $s_1, s_2, t_1, t_2, u_1, u_3$ (oder entspr. Parameter anderer physikalischer Dimension) und eine eineindeutige stetig differenzierbare Abbildung $\mathbf{x}(s,t,u)$ von $[s_1, s_2] \times [t_1, t_2] \times [u_1, u_2]$ auf \mathcal{G} mit

$$\frac{\partial}{\partial s} \mathbf{x}(s,t,u) \cdot \left(\frac{\partial}{\partial t} \mathbf{x}(s,t,u) \times \frac{\partial}{\partial u} \mathbf{x}(s,t,u) \right) > 0 \quad \forall s,t,u.$$



125

Lemma 4.4.2

Gegeben: (i) stetiges Skalarfeld $\rho(\mathbf{x})$,

(ii) einfaches Raumgebiet \mathcal{G} .

Behauptung: Das 3-fache Integral

$$\int_{u_1}^{u_2} \left(\int_{t_1}^{t_2} \left(\int_{s_1}^{s_2} \rho\left(\mathbf{x}(s,t,u) \right) \frac{\partial}{\partial s} \mathbf{x}(s,t,u) \cdot \left(\frac{\partial}{\partial t} \mathbf{x}(s,t,u) \times \frac{\partial}{\partial u} \mathbf{x}(s,t,u) \right) ds \right) dt \right) du$$

liefert für jede einfache Parametrisierung $(\mathbf{x}(s,t,u),s_1,s_2,t_1,t_2,u_1,u_2)$ von \mathcal{G} den gleichen Wert.

Definition 4.4.3 Seien $\rho(\mathbf{x})$ ein stetiges Skalarfeld und \mathcal{G} ein einfaches Raumgebiet. Dann bezeichnet man den nach Lemma 4.4.2 von der speziellen Wahl der Parametrisierung $(\mathbf{x}(s,t,u),s_1,s_2,t_1,t_2,u_1,u_2)$ unabhängigen Ausdruck

$$\int_{\mathcal{G}} \rho(\mathbf{x}) \, dV_{\mathbf{x}}$$

$$\stackrel{\text{def}}{=} \int_{u_1}^{u_2} \left(\int_{t_1}^{t_2} \left(\int_{s_1}^{s_2} \rho\left(\mathbf{x}(s,t,u)\right) \frac{\partial}{\partial s} \mathbf{x}(s,t,u) \cdot \left(\frac{\partial}{\partial t} \mathbf{x}(s,t,u) \times \frac{\partial}{\partial u} \mathbf{x}(s,t,u) \right) \, ds \right) dt \right) du$$

als das Volumenintegral von $\rho(\mathbf{x})$ über \mathcal{G} .

Falls $\rho(\mathbf{x})$ die Dichte-Verteilung einer additiven physikalischen Größe (z.B. Masse, Ladung, ...) ist, dann gibt also

$$\int_{\mathcal{G}} \rho(\mathbf{x}) \, \mathrm{d}V_{\mathbf{x}}$$

die Summe aller Anteile dieser Größe in \mathcal{G} (z.B. Gesamtmasse innerhalb \mathcal{G} , Gesamtladung innerhalb \mathcal{G}, \ldots) an.

Für ein **Vektor**feld $\mathbf{F}(\mathbf{x})$ wählen wir (der Kürze wegen) die von der speziellen Wahl der Basis $\{\mathbf{b}_1, \mathbf{b}_2, \mathbf{b}_3\}$ unabhängige Definition:

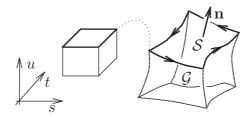
$$\int_{\mathcal{G}} \mathbf{F}(\mathbf{x}) \, dV_{\mathbf{x}} \stackrel{\text{def}}{=} \begin{pmatrix} \int_{\mathcal{G}} F^{1}(\mathbf{x}) \, dV_{\mathbf{x}} \\ \int_{\mathcal{G}} F^{2}(\mathbf{x}) \, dV_{\mathbf{x}} \end{pmatrix} \quad \text{bzgl. } \{\mathbf{b}_{1}, \mathbf{b}_{2}, \mathbf{b}_{3}\}, \qquad (4.38)$$

$$\mathbf{falls} \quad \mathbf{F}(\mathbf{x}) = \begin{pmatrix} F^{1}(\mathbf{x}) \\ F^{2}(\mathbf{x}) \\ F^{3}(\mathbf{x}) \end{pmatrix} \quad \text{bzgl. } \{\mathbf{b}_{1}, \mathbf{b}_{2}, \mathbf{b}_{3}\}.$$

Definition 4.4.4 Seien S ein einfaches Flächenstück und G ein einfaches Raumgebiet. Dann nennen wir S einen **Teilrand** von G, falls eine einfache Parametrisierung ($\mathbf{x}(s,t,u), s_1, s_2, t_1, t_2, u_1, u_2$) von G existiert, für die

$$\left(\mathbf{x}(s,t) \stackrel{\text{def}}{=} \mathbf{x}(s,t,u_2), s_1, s_2, t_1, t_2\right)$$

eine einfache Parametrisierung von S ist.

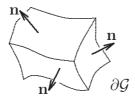


Anschaulich leicht verständlich ist die

Folgerung 4.4.5 Jedes einfache Raumgebiet \mathcal{G} besitzt genau sechs bis auf Vertauschung der Indizes eindeutige Teilränder $\mathcal{S}_1, \ldots, \mathcal{S}_6$, die zusammen ein geschlossenes Flächenstück

$$\partial \mathcal{G} = \mathcal{S}_1 + \ldots + \mathcal{S}_6$$

bilden.



Definition 4.4.6 Das einem einfachen Raumgebiet \mathcal{G} entsprechend Folgerung 4.4.5 eindeutig zugeordnete Flächenstück $\partial \mathcal{G}$, das sich aus den Teilrändern zusammensetzt, bezeichnet man als den (orientierten) **Rand** von \mathcal{G} .

4.4.2 Anwendungsbeispiel (Trägheitstensor)

Ein starrer Körper K fülle zur Zeit t das einfache Raumgebiet G_t aus. Seine Massendichte zum Zeitpunkt t sei $\mu(\mathbf{x}, t)$:

$$\mathcal{G}' \subset \mathcal{G}_t \Longrightarrow \int_{\mathcal{G}'} \mu(\mathbf{x}, t) \, dV_{\mathbf{x}} = \begin{cases} \text{Gesamtmasse aller in } \mathcal{G}' \text{ befindlichen} \\ \text{Teile von } \mathcal{K} \text{ zur Zeit } t. \end{cases}$$

Die Geschwindigkeitsverteilung sei

$$\mathbf{v}(\mathbf{x},t) = \left\{ \begin{array}{l} \text{Geschwindigkeit des bei } \mathbf{x} \text{ befindlichen} \\ \text{K\"{o}rperpunktes zur Zeit } t \,. \end{array} \right.$$

In Analogie zu einem System von Massenpunkten definiert man dann z.B. als Ge-samtdrehimpuls von K bzgl. P_0 zur Zeit t:

$$\mathbf{L}(t) \stackrel{\text{def}}{=} \int_{\mathcal{G}_t} \mathbf{x} \times \mathbf{v}(\mathbf{x}, t) \underbrace{\mu(\mathbf{x}, t) \, dV_{\mathbf{x}}}_{=\mathrm{d}m} . \tag{4.39}$$

Entsprechend gilt dann:³⁹

$$\frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}t}\mathbf{L}(t) = \mathbf{M}(t) \stackrel{\text{def}}{=} \begin{cases} \text{Gesamtdrehmoment bzgl. } P_0 \\ \text{auf } \mathcal{K} \text{ zur Zeit } t. \end{cases}$$

Für den Spezialfall daß sich \mathcal{K} momentan um eine Achse $\mathcal{A}(t)$ durch P_0 in Richtung $\boldsymbol{\omega}(t)$ mit der Winkelgeschwindigkeit $|\boldsymbol{\omega}(t)|$ (im Rechtsschraubensinn) dreht, also für

$$\mathbf{v}(\mathbf{x},t) = \boldsymbol{\omega}(t) \times \mathbf{x},$$

folgt aus (4.39)

$$\boldsymbol{\omega}' \cdot \mathbf{L}(t) = \boldsymbol{\omega}' \cdot \int_{\mathcal{G}_t} \mathbf{x} \times (\boldsymbol{\omega}(t) \times \mathbf{x}) \, \mu(\mathbf{x}, t) \, \mathrm{d}V_{\mathbf{x}}$$

$$= \int_{\mathcal{G}_t} (\boldsymbol{\omega}(t) \times \mathbf{x}) \cdot (\boldsymbol{\omega}' \times \mathbf{x}) \, \mu(\mathbf{x}, t) \, \mathrm{d}V_{\mathbf{x}}$$
(2.7)

und somit

$$\mathbf{v}(\mathbf{x},t) = \boldsymbol{\omega}(t) \times \mathbf{x} \Longrightarrow \boldsymbol{\omega}' \cdot \mathbf{L}(t) = \theta_t \left(\boldsymbol{\omega}', \boldsymbol{\omega}(t) \right) \quad \forall t, \boldsymbol{\omega}' \,,$$

wobei:
$$\theta_t(\boldsymbol{\omega}_1, \boldsymbol{\omega}_2) \stackrel{\text{def}}{=} \int_{\mathcal{G}_t} (\boldsymbol{\omega}_1 \times \mathbf{x}) \cdot (\boldsymbol{\omega}_2 \times \mathbf{x}) \ \mu(\mathbf{x}, t) \, dV_{\mathbf{x}}$$
 für bel. $\boldsymbol{\omega}_1, \boldsymbol{\omega}_2$. (4.40)

Die Abbildung

$$\boldsymbol{\omega}_1, \boldsymbol{\omega}_2 \longrightarrow \theta_t \left(\boldsymbol{\omega}_1, \boldsymbol{\omega}_2 \right)$$

bezeichnet man als den **Trägheitstensor** von K zur Zeit t; als 'Tensor' deshalb, weil sie in beiden Argumenten **linear** ist:

$$\theta_{t} (\alpha \omega_{1} + \beta \omega'_{1}, \omega_{2}) = \alpha \theta_{t} (\omega_{1}, \omega_{2}) + \beta \theta_{t} (\omega'_{1}, \omega_{2}) ,
\theta_{t} (\omega_{1}, \alpha \omega_{2} + \beta \omega'_{2}) = \alpha \theta_{t} (\omega_{1}, \omega_{2}) + \beta \theta_{t} (\omega_{1}, \omega'_{2}) .$$
(4.41)

_____ Version vom 26. März 2009 _____

³⁹Vgl. Abschnitte **3.4.2** und **3.4.3**.

Anmerkung: θ_t ist natürlich eindeutig festgelegt, wenn man seine $kovarianten\ Komponenten$

$$(\theta_t)_{jk} \stackrel{\text{def}}{=} \theta_t(\mathbf{b}_j, \mathbf{b}_k) \quad \text{ für } j, k \in \{1, 2, 3\}$$

bzgl. einer beliebigen Basis $\{\mathbf{b}_1, \mathbf{b}_2, \mathbf{b}_3\}$ kennt.

Für verschiedene Anwendungen nutzt man aus, daß der Trägheitstensor **symme- trisch** ist; d.h.:

$$\theta_t(\boldsymbol{\omega}_1, \boldsymbol{\omega}_2) = \theta_t(\boldsymbol{\omega}_2, \boldsymbol{\omega}_1) \quad \forall \boldsymbol{\omega}_1, \boldsymbol{\omega}_2.$$
 (4.42)

Den speziellen Wert

$$\theta_t(\mathbf{e}, \mathbf{e}) = \int_{\mathcal{G}_t} r_{\mathbf{x}}^2 \,\mu(\mathbf{x}, t) \,\mathrm{d}V_{\mathbf{x}}, \qquad (4.43)$$

wobei: $r_{\mathbf{x}} \stackrel{\text{def}}{=} |\mathbf{e} \times \mathbf{x}| = |\text{Komponente von } \mathbf{x}$ senkrecht zu $\mathbf{e} \,|$,

bezeichnet man als das Trägheitsmoment von K zur Zeit t bzgl. der Achse durch P_0 in Richtung des Einheitsvektors e.

Als Beispiel sei eine homogene Massenkugel konstanter Massendichte μ vom Radius R mit Mittelpunkt P_0 betrachtet:

Mit

$$0 < r_1 < r_2$$
, $0 < \vartheta_1 < \vartheta_2 < \pi$, $0 < \varphi_1 < \varphi_2 < 2\pi$

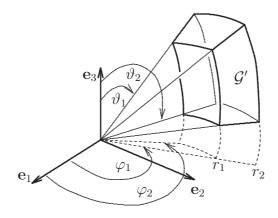
ist

$$\{\mathbf{x}(r,\vartheta,\varphi); r_1,r_2,\vartheta_1,\vartheta_2,\varphi_1,\varphi_2\}$$

einfache Parametrisierung eines Gebietes \mathcal{G}' , das für

$$r_1 \to 0$$
, $\vartheta_1 \to 0$, $\varphi_1 \to 0$, $r_2 \to R$, $\vartheta_2 \to \pi$, $\varphi_2 \to 2\pi$

in die volle Kugel \mathcal{G} mit Radius R übergeht:



Daher gilt

$$\theta_{\mathbf{e}_{3}} \stackrel{\text{def}}{=} \theta_{t} \left(\mathbf{e}_{3}, \mathbf{e}_{3} \right) = \int_{0}^{2\pi} \left(\int_{0}^{\pi} \left(\int_{0}^{R} \mu \left| \mathbf{e}_{3} \times \mathbf{x} \right|^{2} \underbrace{\frac{\partial}{\partial r} \mathbf{x} \cdot \left(\frac{\partial}{\partial \vartheta} \mathbf{x} \times \frac{\partial}{\partial \varphi} \mathbf{x} \right) dr \right) d\vartheta}_{dV_{\mathbf{x}}} \right) dr \right) d\vartheta \right) d\varphi$$

Im zweiten Beispiel von Abschnitt 4.3.2 wurde gezeigt:

$$\frac{\partial}{\partial \vartheta} \mathbf{x}(r, \vartheta, \varphi) = r \mathbf{e}_{\vartheta}(r, \vartheta, \varphi),
\frac{\partial}{\partial \varphi} \mathbf{x}(r, \vartheta, \varphi) = r \sin \vartheta \mathbf{e}_{\varphi}(r, \vartheta, \varphi).$$

Entsprechend gilt

$$\frac{\partial}{\partial r} \mathbf{x}(r, \vartheta, \varphi) = \mathbf{e}_r(r, \vartheta, \varphi)$$

und somit⁴⁰

$$\frac{\partial}{\partial r} \mathbf{x} \cdot \left(\frac{\partial}{\partial \vartheta} \mathbf{x} \times \frac{\partial}{\partial \varphi} \mathbf{x} \right) = r^2 \sin \vartheta \ \mathbf{e}_r \cdot (\mathbf{e}_{\vartheta} \times \mathbf{e}_{\varphi})$$
$$= r^2 \sin \vartheta$$

(d.h.: $dV = r^2 \sin \theta \, dr \, d\theta \, d\varphi$). Mit $|\mathbf{e}_3 \times \mathbf{x}| = r \sin \theta$ folgt daraus

$$\theta_{\mathbf{e}_{3}} = \mu \int_{0}^{2\pi} \left(\int_{0}^{\pi} \left(\int_{0}^{R} r^{4} \sin^{3} \vartheta \, \frac{\partial}{\partial r} \mathbf{x}(r, \vartheta, \varphi) \cdot \left(\frac{\partial}{\partial \vartheta} \mathbf{x}(r, \vartheta, \varphi) \times \frac{\partial}{\partial \varphi} \mathbf{x}(r, \vartheta, \varphi) \right) \, \mathrm{d}r \right) \, \mathrm{d}\vartheta \right) \, \mathrm{d}\varphi$$

$$= \mu \underbrace{\int_{0}^{R} r^{4} \, \mathrm{d}r}_{=\frac{1}{5}R^{5}} = \underbrace{\int_{0}^{\pi} \sin^{3} \vartheta \, \mathrm{d}\vartheta}_{=\frac{\pi}{3}} \underbrace{\int_{0}^{2\pi} \mathrm{d}\varphi}_{=2\pi}$$

$$= \frac{4}{3}$$

Resultat:

$$\theta_t(\mathbf{e}, \mathbf{e}) = \frac{8}{15} \pi R^5 \mu$$

$$= \frac{2}{5} R^2 \text{ Gesamt masse}.$$

Aus (4.41), (4.42) folgt – bei gleicher physikalischer Dimension von ω_1 und ω_2 – allgemein:

$$\theta_t(\boldsymbol{\omega}_1, \boldsymbol{\omega}_2) = \frac{1}{4} \left(\theta_t(\boldsymbol{\omega}_1 + \boldsymbol{\omega}_2, \boldsymbol{\omega}_1 + \boldsymbol{\omega}_2) - \theta_t(\boldsymbol{\omega}_1 - \boldsymbol{\omega}_2, \boldsymbol{\omega}_1 - \boldsymbol{\omega}_2) \right). \tag{4.44}$$

Version vom 26. März 2009

 $^{^{40}\}mathrm{Vgl}.$ Übungsaufgabe 57.

Der Trägheitstensor ist also stets durch die Trägheitsmomente festgelegt. Für obiges Beispiel folgt aus (4.44) speziell:

$$\theta_{t}(\boldsymbol{\omega}_{1}, \boldsymbol{\omega}_{2}) = \frac{1}{4} \left(|\boldsymbol{\omega}_{1} + \boldsymbol{\omega}_{2}|^{2} \theta_{\frac{\boldsymbol{\omega}_{1} + \boldsymbol{\omega}_{2}}{|\boldsymbol{\omega}_{1} + \boldsymbol{\omega}_{2}|}} - |\boldsymbol{\omega}_{1} - \boldsymbol{\omega}_{2}|^{2} \theta_{\frac{\boldsymbol{\omega}_{1} - \boldsymbol{\omega}_{2}}{|\boldsymbol{\omega}_{1} - \boldsymbol{\omega}_{2}|}} \right)$$

$$= \frac{1}{4} \left(|\boldsymbol{\omega}_{1} + \boldsymbol{\omega}_{2}|^{2} - |\boldsymbol{\omega}_{1} - \boldsymbol{\omega}_{2}|^{2} \right) \theta_{\mathbf{e}_{3}}$$

$$= \boldsymbol{\omega}_{1} \cdot \boldsymbol{\omega}_{2} \theta_{\mathbf{e}_{3}}.$$

4.4.3 Eigenschaften des Volumenintegrals

Aus Definition 4.4.3 und der Linearitätseigenschaft (3.54) für gewöhnliche Integrale erkennt man sofort folgende Linearitätseigenschaft des Volumenintegrals:

$$\int_{\mathcal{G}} (\alpha \rho_1(\mathbf{x}) + \beta \rho_2(\mathbf{x})) \, dV_{\mathbf{x}} = \alpha \int_{\mathcal{G}} \rho_1(\mathbf{x}) \, dV_{\mathbf{x}} + \beta \int_{\mathcal{G}} \rho_2(\mathbf{x}) \, dV_{\mathbf{x}}. \tag{4.45}$$

Entsprechend ergibt sich durch 3-fache Anwendung des gewöhnlichen Mittelwertsatzes der Integralrechnung der Mittelwertsatz für Volumenintegrale:

Lemma 4.4.7

Gegeben: (i) stetiges Skalarfeld $\rho(\mathbf{x})$,

(ii) einfaches Raumgebiet G.

Behauptung: Es existiert ein $\mathbf{x}' \in \mathcal{G}$ mit

$$\int_{\mathcal{G}} \rho(\mathbf{x}) \, dV_{\mathbf{x}} = |\mathcal{G}| \, \rho(\mathbf{x}') \,,$$

wobei

$$|\mathcal{G}| \stackrel{\text{def}}{=} \int_{\mathcal{G}} dV_{\mathbf{x}}$$

der Rauminhalt von G ist.

Hieraus folgt direkt die Abschätzung:

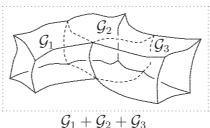
$$\left| \int_{\mathcal{G}} \rho(\mathbf{x}) \, dV_{\mathbf{x}} \right| \le |\mathcal{G}| \sup_{\mathbf{x} \in \mathcal{G}} |\rho(\mathbf{x})|. \tag{4.46}$$

Anmerkung: Die Anmerkungen (i)–(iii) von 4.2.2 bzgl. der Stetigkeitseigenschaften des Wegintegrals gelten für das Volumenintegral entsprechend.

Seien \mathcal{G}_1 und \mathcal{G}_2 einfache Raumgebiete mit folgenden Eigenschaften:

- (i) Je zwei Raumgebiete $\mathcal{G}_i, \mathcal{G}_k$ haben höchstens Randpunkte gemeinsam.
- (ii) Die Vereinigung der Raumgebiete $\mathcal{G}_1, \ldots, \mathcal{G}_n$ ist eine 'vernünftig' zusammenhängende Menge.

Unter diesen Bedingungen bezeichnet man mit $\mathcal{G}_1 + \ldots + \mathcal{G}_n$ das zusammengesetzte Raumgebiet:



Als $Rand \partial (\mathcal{G}_1 + \ldots + \mathcal{G}_n)$ bezeichnet man das (geschlossene) orientierte Flächenstück, das sich aus all den Randstücken zusammensetzt, die nicht in zwei verschiedenen Raumgebieten mengenmäßig enthalten sind. Falls $\mathcal{G}_1 + \ldots + \mathcal{G}_n$ wieder ein einfaches Raumgebiet ist, ist die neue Definition des Randes äquivalent zur alten Definition 4.4.6. Außerdem gilt dann offensichtlich:

$$\int_{\mathcal{G}_1 + \dots + \mathcal{G}_n} \rho(\mathbf{x}) \, dV_{\mathbf{x}} = \int_{\mathcal{G}_1} \rho(\mathbf{x}) \, dV_{\mathbf{x}} + \dots + \int_{\mathcal{G}_n} \rho(\mathbf{x}) \, dV_{\mathbf{x}}.$$
 (4.47)

Andernfalls nimmt man naheliegenderweise die rechte Seite von (4.47) als **Definition** für die linke.

4.4.4 Der Satz von Gauss

Es gibt verschiedene physikalische Hinweise auf einen engen Zusammenhang zwischen Volumenintegralen über einfache Gebiete \mathcal{G} und Flächenintegralen über deren Rand $\partial \mathcal{G}$:

Erfahrungsgemäß ist z.B. die (bei einem abgeschlossenen System) erhaltene **Gesamtladung** eine **Erhaltungsgröße**: Es gibt kein Raumgebiet, in dem Ladung erzeugt oder vernichtet wird. Für eine Ladungsverteilung $\rho(\mathbf{x},t)$ mit der Ladungs-Stromdichte $\mathbf{\jmath}(\mathbf{x},t)$ muß also für **jedes** einfache Raumgebiet \mathcal{G}

$$\frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}t} \underbrace{\int_{\mathcal{G}} \rho(\mathbf{x}, t) \, \mathrm{d}V_{\mathbf{x}}}_{\text{Gesamtladung in } \mathcal{G}} + \underbrace{\int_{\partial \mathcal{G}} \jmath(\mathbf{x}, t) \cdot \mathrm{d}\mathbf{S}_{\mathbf{x}}}_{\text{Ladungsstrom durch } \partial \mathcal{G}} = 0$$
(4.48)

gelten.⁴¹

_____ Version vom 26. März 2009 ____

⁴¹Hinreichend schneller Abfall von \boldsymbol{j} im Unendlichen garantiert also $\frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}t} \int_{\mathbb{R}^3} \rho(\mathbf{x},t) \, \mathrm{d}V_{\mathbf{x}} = 0$.

Ein weiteres Beispiel ist das Gausssche Gesetz

$$\int_{\partial \mathcal{G}} \mathbf{g}(\mathbf{x}) \cdot d\mathbf{S}_{\mathbf{x}} = -4\pi\gamma \int_{\mathcal{G}} \mu(\mathbf{x}) \, dV_{\mathbf{x}}, \qquad (4.49)$$

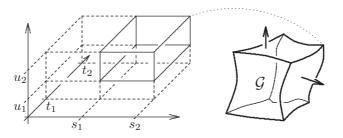
wobei γ wieder die Gravitationskonstante bezeichnet und $\mathbf{g}(\mathbf{x})$ das von der Massenverteilung (Massendichte) $\mu(\mathbf{x})$ erzeugte **Gravitationsfeld**, d.h.:

$$\mathbf{g}(\mathbf{x}) \stackrel{\text{def}}{=} \frac{1}{m} \left\{ \begin{array}{l} \text{Schwerkraft, die die gesamte Massenverteilung} \\ \text{auf einen bei } \mathbf{x} \text{ befindlichen Test-Massenpunkt } m \text{ ausübt .} \end{array} \right.$$

Dementsprechend liegt der Versuch nahe, **allgemein** das Oberflächenintegral über den Rand $\partial \mathcal{G}$ eines einfachen Raumgebiets auf ein Volumenintegral über \mathcal{G} zurückzuführen:

Seien also $\mathbf{\jmath}(\mathbf{x})$ ein stetig differenzierbares Vektorfeld, \mathcal{G} ein einfaches Raumgebiet und $(\mathbf{x}(s,t,u),s_1,s_2,t_1,t_2,u_1,u_2)$ eine 2-mal stetig differenzierbare einfache Parametrisierung von \mathcal{G} . Dann gilt:

$$\int_{\partial \mathcal{G}} \boldsymbol{\jmath}(\mathbf{x}) \cdot d\mathbf{S}_{\mathbf{x}} = \int_{t_{1}}^{t_{2}} \left\{ \boldsymbol{\jmath}(\mathbf{x}(s,t,u_{2})) \cdot \left(\left(\frac{\partial}{\partial s} \mathbf{x}(s,t,u_{2}) \right) \times \frac{\partial}{\partial t} \mathbf{x}(s,t,u_{2}) \right) \right. \\
\left. - \boldsymbol{\jmath}(\mathbf{x}(s,t,u_{1})) \cdot \left(\left(\frac{\partial}{\partial s} \mathbf{x}(s,t,u_{1}) \right) \times \frac{\partial}{\partial t} \mathbf{x}(s,t,u_{1}) \right) \right\} ds dt \\
+ \int_{u_{1}}^{u_{2}} \left(\int_{s_{1}}^{s_{2}} \left\{ \boldsymbol{\jmath}(\mathbf{x}(s,t_{2},u)) \cdot \left(\left(\frac{\partial}{\partial u} \mathbf{x}(s,t_{2},u) \right) \times \frac{\partial}{\partial s} \mathbf{x}(s,t_{2},u) \right) \right. \\
\left. - \boldsymbol{\jmath}(\mathbf{x}(s,t_{1},u)) \cdot \left(\left(\frac{\partial}{\partial u} \mathbf{x}(s,t_{1},u) \right) \times \frac{\partial}{\partial s} \mathbf{x}(s,t_{1},u) \right) \right\} ds du \\
+ \int_{u_{1}}^{u_{2}} \left(\int_{t_{1}}^{t_{2}} \left\{ \boldsymbol{\jmath}(\mathbf{x}(s_{2},t,u)) \cdot \left(\left(\frac{\partial}{\partial t} \mathbf{x}(s_{2},t,u) \right) \times \frac{\partial}{\partial u} \mathbf{x}(s_{2},t,u) \right) \right. \\
\left. - \boldsymbol{\jmath}(\mathbf{x}(s_{1},t,u)) \cdot \left(\left(\frac{\partial}{\partial t} \mathbf{x}(s_{1},t,u) \right) \times \frac{\partial}{\partial u} \mathbf{x}(s_{1},t,u) \right) \right\} dt du.$$



Mit dem Fundamentalsatz folgt hieraus

$$\int_{\partial \mathcal{G}} \boldsymbol{\jmath}(\mathbf{x}) \cdot d\mathbf{S}_{\mathbf{x}} = \int_{u_1}^{u_2} \int_{t_1}^{t_2} \int_{s_1}^{s_2} \frac{\partial}{\partial u} \left(\boldsymbol{\jmath} \cdot \left(\frac{\partial}{\partial s} \mathbf{x} \times \frac{\partial}{\partial t} \mathbf{x} \right) \right) ds dt du + zykl. \text{ Vert. v. } s, t, u$$

und wegen

$$0 = \frac{\partial}{\partial u} \left(\frac{\partial}{\partial s} \mathbf{x} \times \frac{\partial}{\partial t} \mathbf{x} \right) + \text{zykl. Vert. v. } s, t, u$$

somit:

$$\int_{\partial \mathcal{G}} \boldsymbol{\jmath}(\mathbf{x}) \cdot d\mathbf{S}_{\mathbf{x}} = \int_{u_1}^{u_2} \int_{t_1}^{t_2} \int_{s_1}^{s_2} \left(\frac{\partial}{\partial u} \boldsymbol{\jmath} \right) \cdot \left(\frac{\partial}{\partial s} \mathbf{x} \times \frac{\partial}{\partial t} \mathbf{x} \right) ds dt du$$
+zykl. Vert. v. s, t, u . (4.50)

Aus Lemma 4.1.3 folgert man leicht⁴², daß allgemein

$$\frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}t}\Phi\left(\mathbf{x}(t)\right) = \left(\mathcal{L}_{\mathbf{v}}\Phi\right)\left(\mathbf{x}(t)\right)_{|_{\mathbf{v}=\dot{\mathbf{x}}(t)}}$$

gilt. Mit den Definitionen

$$\mathbf{b}_{1} = \mathbf{b}_{1}(s, t, u) \stackrel{\text{def}}{=} \frac{\partial}{\partial u} \mathbf{x}(s, t, u),$$

$$\mathbf{b}_{2} = \mathbf{b}_{2}(s, t, u) \stackrel{\text{def}}{=} \frac{\partial}{\partial s} \mathbf{x}(s, t, u),$$

$$\mathbf{b}_{3} = \mathbf{b}_{3}(s, t, u) \stackrel{\text{def}}{=} \frac{\partial}{\partial t} \mathbf{x}(s, t, u)$$

folgt daraus

$$\frac{\partial}{\partial u} \mathbf{j}(\mathbf{x}) = (\mathcal{L}_{\mathbf{b}_1} \mathbf{j}) (\mathbf{x}),
\frac{\partial}{\partial s} \mathbf{j}(\mathbf{x}) = (\mathcal{L}_{\mathbf{b}_2} \mathbf{j}) (\mathbf{x}),
\frac{\partial}{\partial t} \mathbf{j}(\mathbf{x}) = (\mathcal{L}_{\mathbf{b}_3} \mathbf{j}) (\mathbf{x}),$$

was zusammen mit (4.50) und (2.29)

$$\int_{\partial \mathcal{G}} \boldsymbol{\jmath}(\mathbf{x}) \cdot d\mathbf{S}_{\mathbf{x}} = \int_{u_1}^{u_2} \int_{t_1}^{t_2} \int_{s_1}^{s_2} \sum_{k=1}^{3} \left[\mathbf{b}^k \cdot (\mathcal{L}_{\mathbf{b}_k} \boldsymbol{\jmath}) \left(\mathbf{x} \right) \right] \frac{\partial}{\partial s} \mathbf{x} \cdot \left(\frac{\partial}{\partial t} \mathbf{x} \times \frac{\partial}{\partial u} \mathbf{x} \right) ds dt du$$
(4.51)

liefert.

Definition 4.4.8 Sei $\jmath(\mathbf{x})$ ein stetig differenzierbares Vektorfeld. Dann bezeichnet man das nach (4.2) von der speziellen Wahl der Basis $\{\mathbf{b}_1, \mathbf{b}_2, \mathbf{b}_3\}$ unabhängige Skalarfeld

$$\operatorname{div} \boldsymbol{\jmath}(\mathbf{x}) \stackrel{\text{def}}{=} \sum_{k=1}^{3} \mathbf{b}^{k} \cdot (\mathcal{L}_{\mathbf{b}_{k}} \boldsymbol{\jmath}) (\mathbf{x})$$

als $Divergenz \ von \ \jmath(\mathbf{x})$.

Version vom 26. März 2009 _____

⁴²Man wähle dort eine Orthonormalbasis $\{\mathbf{b}_1, \mathbf{b}_2, \mathbf{b}_3\}$ mit $\mathbf{b}_1 \propto \mathbf{x}(t)$ und beachte (4.1).

Mit Definition 4.4.8 lautet also unser Resultat (4.51):⁴³

Satz 4.4.9 (Satz von Gauss)

Gegeben: (i) stetig differenzierbares Vektorfeld $\mathbf{\jmath}(\mathbf{x})$,

(ii) $einfaches Raumgebiet \mathcal{G}$,

(iii) Basis $\{\mathbf{b}_1, \mathbf{b}_2, \mathbf{b}_3\}$

Behauptung: $\int_{\partial \mathcal{G}} \boldsymbol{\jmath}(\mathbf{x}) \cdot d\mathbf{S}_{\mathbf{x}} = . \int_{\mathcal{G}} \operatorname{div} \boldsymbol{\jmath}(\mathbf{x}) dV_{\mathbf{x}}$

Mit Lemma 4.4.7 ergibt sich aus dem Satz von Gauss unmittelbar die

Folgerung 4.4.10

Gegeben: (i) stetig differenzierbares Vektorfeld $\mathbf{\jmath}(\mathbf{x})$,

(ii) $Ortsvektor \mathbf{x}_0$,

(iii) Schar einfacher Raumgebiete \mathcal{G}_{ϵ} mit $\lim_{\epsilon \to 0} \sup_{\mathbf{x} \in \mathcal{G}_{\epsilon}} |\mathbf{x} - \mathbf{x}_0| = 0$,

(iv) Basis $\{\mathbf{b}_1, \mathbf{b}_2, \mathbf{b}_3\}$.

Behauptung: $\operatorname{div} \boldsymbol{\jmath}(\mathbf{x}_0) = \lim_{\epsilon \to 0} \frac{1}{|\mathcal{G}_{\epsilon}|} \int_{\partial \mathcal{G}_{\epsilon}} \boldsymbol{\jmath}(\mathbf{x}) \cdot d\mathbf{S}_{\mathbf{x}}.$

Die Divergenz läßt sich also als (Volumen-)Dichte der Feldquellen interpretieren.

Z.B. gilt für das Geschwindigkeitsfeld $\mathbf{v}(\mathbf{x}) = \sum_{k=1}^{3} \lambda_k (\mathbf{e}_k \cdot \mathbf{x}) \mathbf{e}_k$ eines in die **or-**

thogonalen Richtungen $\mathbf{e}_1, \mathbf{e}_2, \mathbf{e}_3$ gleichförmig (rotations- und scherungsfrei) expandierenden Mediums:⁴⁴

$$\operatorname{div} \sum_{k=1}^{3} \lambda_{k} \left(\mathbf{e}_{k} \cdot \mathbf{x} \right) \, \mathbf{e}_{k} = \lambda_{1} + \lambda_{2} + \lambda_{3} \,. \tag{4.52}$$

Nach (4.7) und Definition 4.4.8 gilt für **jede** (physikalisch) dimensionslose Orthonormalbasis $\{e_1, e_2, e_3\}$:

$$\operatorname{div} \mathbf{\jmath}(\mathbf{x}) = \sum_{k=1}^{3} \frac{\partial}{\partial x^{k}} \jmath^{k}(x^{1}, x^{2}, x^{3}), \qquad (4.53)$$

falls

$$\mathbf{x} = \begin{pmatrix} x^1 \\ x^2 \\ x^3 \end{pmatrix}, \quad \mathbf{\jmath}(\mathbf{x}) = \begin{pmatrix} \jmath^1(x^1, x^2, x^3) \\ \jmath^2(x^1, x^2, x^3) \\ \jmath^3(x^1, x^2, x^3) \end{pmatrix} \quad \text{bzgl. } \{\mathbf{e}_1, \mathbf{e}_2, \mathbf{e}_3\}.$$

Ein (stetiges) Vektorfeld $\mathbf{\jmath}(\mathbf{x})$ bezeichnet man als quellfrei, falls

$$\int_{\partial \mathcal{G}} \boldsymbol{\jmath}(\mathbf{x}) \cdot d\mathbf{S}_{\mathbf{x}} = 0$$

für **jedes** einfache Raumgebiet \mathcal{G} gilt. Das ist äquivalent⁴⁵ dazu, daß das Oberflächenintegral von $\jmath(\mathbf{x})$ nur vom Rand der Integrationsfläche abhängt (außer vom Feld \jmath selbst). Für stetig differenzierbare $\jmath(\mathbf{x})$ gilt außerdem nach dem GAUSSschen Satz und Folgerung 4.4.10:

$$\jmath(\mathbf{x})$$
 quellfrei \iff div $\jmath(\mathbf{x}) = 0$. (4.54)

Nach dem Gaussschen Satz und Lemma 4.4.7 ist (4.48) äquivalent zur sog. **Kontinuitätsgleichung**:

$$\frac{\partial}{\partial t}\rho(\mathbf{x},t) + \operatorname{div} \boldsymbol{\jmath}(\mathbf{x},t) = 0.$$
(4.55)

Entsprechend ist das Gausssche Gesetz (4.49) äquivalent zu

$$\operatorname{div} \mathbf{g}(\mathbf{x}) = -4\pi\gamma \,\mu(\mathbf{x}) \,. \tag{4.56}$$

Die Massendichte stimmt also bis auf einen konstanten Faktor mit der Quelldichte des Gravitationsfeldes überein!

In einfachen Fällen (z.B. für die gewöhnliche Wärmeleitung) ist die Stromdichte eines diffundierenden Mediums proportional zum Dichte-Gefälle:

$$\mathbf{\jmath}(\mathbf{x},t) = -D \operatorname{grad} \rho(\mathbf{x},t),$$

D: Diffusionskonstante.

Dann wird die Kontinuitätsgleichung (4.55) zur homogenen *Diffusionsgleichung*:⁴⁶

$$\frac{\partial}{\partial t}\rho(\mathbf{x},t) = D\triangle\rho(\mathbf{x},t), \qquad (4.57)$$

wobei:
$$\triangle \stackrel{\text{def}}{=} \text{div grad}$$
 LAPLACE-**Operator**. (4.58)

Schließlich sei noch erwähnt, daß aus dem Satz von GAUSS und Lemma 4.4.7 (im Zusammenhang mit (4.27) und (4.28)) die stetige Abhängigkeit des Oberflächenintegrals (für **Vektor**felder) von der Oberfläche folgt.

Version vom 26. März 2009

⁴⁵Man beachte die Analogie zum Wegintegral konservativer Vektorfelder.

⁴⁶Mit der rein **imaginären** 'Diffusionskonstanten' $D = i \frac{\hbar}{2m}$ ergibt sich die **freie** Schrödinger-**Gleichung** eines Massenpunktes ohne innere Freiheitsgrade.

4.4.5 Die Poissonsche Gleichung

Mit dem Ergebnis von Übungsaufgabe 56 läßt sich für einfache Raumgebiete $\mathcal G$ leicht zeigen, daß

$$\int_{\partial \mathcal{G}} \frac{\mathbf{x} - \mathbf{x}'}{|\mathbf{x} - \mathbf{x}'|^3} \cdot d\mathbf{S}_{\mathbf{x}} = \begin{cases} 4\pi & \text{für } \mathbf{x}' \text{ innerhalb } \mathcal{G}, \\ 0 & \text{für } \mathbf{x}' \text{ außerhalb } \mathcal{G} \end{cases}$$
(4.59)

gilt; denn wegen

$$\mathbf{F}(\mathbf{x}) = \frac{\mathbf{x} - \mathbf{x}'}{|\mathbf{x} - \mathbf{x}'|^3} \text{ für } \mathbf{x} \neq \mathbf{x}' \implies \text{div } \mathbf{F}(\mathbf{x}) = 0 \text{ für } \mathbf{x} \neq \mathbf{x}'$$
(4.60)

gilt (4.59) nach dem Satz von Gauss auch dann, wenn \mathcal{G} nicht ausgerechnet eine Kugel mit dem Mittelpunkts-Ortsvektor \mathbf{x}' ist. Für

$$\mathbf{g}(\mathbf{x}) \stackrel{\text{def}}{=} -\gamma \int_{\mathbb{R}^3} \mu(\mathbf{x}') \frac{\mathbf{x} - \mathbf{x}'}{|\mathbf{x} - \mathbf{x}'|^3} \, dV_{\mathbf{x}'}$$

$$= \begin{cases} \text{Gravitationsfeld, das von der} \\ \text{Massenverteilung } \mu(\mathbf{x}') \text{ erzeugt wird} \end{cases}$$
(4.61)

folgt 47 aus (4.59):

$$\int_{\partial \mathcal{G}} \mathbf{g}(\mathbf{x}) \cdot d\mathbf{S}_{\mathbf{x}} = -\gamma \lim_{\epsilon \to 0} \int_{\partial \mathcal{G}} \left(\int_{\mathbb{R}^{3} \setminus U_{\epsilon}(\partial \mathcal{G})} \mu(\mathbf{x}') \frac{\mathbf{x} - \mathbf{x}'}{|\mathbf{x} - \mathbf{x}'|^{3}} dV_{\mathbf{x}'} \right) \cdot d\mathbf{S}_{\mathbf{x}}$$

$$= -\gamma \lim_{\epsilon \to 0} \int_{\mathbb{R}^{3} \setminus U_{\epsilon}(\partial \mathcal{G})} \mu(\mathbf{x}') \left(\int_{\partial \mathcal{G}} \frac{\mathbf{x} - \mathbf{x}'}{|\mathbf{x} - \mathbf{x}'|^{3}} \cdot d\mathbf{S}_{\mathbf{x}} \right) dV_{\mathbf{x}'}$$

$$= -4\pi\gamma \int_{\mathcal{G}} \mu(\mathbf{x}) dV_{\mathbf{x}}.$$

Das Gausssche Gesetz (4.49) ist also tatsächlich eine Folge des Gravitationsgesetzes.

Anmerkung: Die Divergenz von (4.61) liefert gemäß (4.56) und (4.60) ein Beispiel für den Fall, daß sich Differentiation und Integration nicht vertauschen lassen!

$$U_{\epsilon}(\partial \mathcal{G}) \stackrel{\text{def}}{=} \{ \mathbf{x} : \|\mathbf{x} - \mathbf{x}'\| < \epsilon \ \forall \mathbf{x}' \in \partial \mathcal{G} \}.$$

Version vom 26. März 2009 _____ $^{47}U_{\epsilon}(\partial\mathcal{G})$ bezeichnet—wie allgemein üblich—die ϵ - Umgebung von $\partial\mathcal{G}$:

⁴⁸Vgl. 3.5.2.

Beachtet man andererseits⁴⁹

$$(4.61) \iff \mathbf{g}(\mathbf{x}) = -\operatorname{grad} \phi(\mathbf{x}),$$
wobei: $\phi(\mathbf{x}) \stackrel{\text{def}}{=} -\gamma \int_{\mathbb{R}^3} \frac{\mu(\mathbf{x}')}{|\mathbf{x} - \mathbf{x}'|} dV_{\mathbf{x}'}$ Gravitationspotential, (4.62)

so ergibt sich aus (4.56) und (4.58) die sog. Poissonsche Gleichung

$$\triangle \int_{\mathbb{R}^3} \frac{\mu(\mathbf{x}')}{|\mathbf{x} - \mathbf{x}'|} \, dV_{\mathbf{x}'} = -4\pi \, \mu(\mathbf{x})$$
(4.63)

für **räumlich begrenzte** $\mu(\mathbf{x})$, die insbesondere für die Elektrodynamik sehr wichtig ist.

4.4.6 Der Satz von Earnshaw

Das Potential $\Phi(\mathbf{x})$ gemäß (4.62) ist die einzige Lösung von⁵⁰

$$\Delta\Phi(\mathbf{x}) = 4\pi\gamma\,\mu(\mathbf{x})\tag{4.64}$$

zu vorgegebenem $\mu(\mathbf{x})$, die im Unendlichen verschwindet, d.h. die Bedingung

$$\lim_{R \to \infty} \sup_{|\mathbf{x}| > R} |\Phi(\mathbf{x})| = 0$$

erfüllt. Das folgt fast unmittelbar aus dem

Satz 4.4.11 (Satz von Earnshaw)

Version vom 26. März 2009

- Gegeben: (i) einfaches Gebiet \mathcal{G} ,
 - (ii) zweimal stetig differenzierbares Skalarfeld $\Phi(\mathbf{x})$, das der sog.

Laplace-Gleichung

$$\triangle \Phi(\mathbf{x}) = 0$$

 $\ddot{u}berall\ in\ \mathcal{G}\ qen\ddot{u}qt.$

Behauptung: Falls $\Phi(\mathbf{x})$, im Inneren $\mathcal{G} \setminus \partial \mathcal{G}$ von \mathcal{G} sein Maximum bzgl. \mathcal{G} annimmt, dann ist $\Phi(\mathbf{x})$ über \mathcal{G} konstant.

Wir beweisen zunächst den folgenden Mittelwertsatz:

 $^{^{49}}$ Bei der Berechnung von grad $\phi(\mathbf{x})$ ist die Vertauschung von Differentiation und Integration erlaubt, weil die Singularität des Integranden nicht so stark ist. 50 Vgl. (4.63).

Lemma 4.4.12

Gegeben: (i) \mathcal{G} , $\Phi(\mathbf{x})$ wie im Satz von Earnshaw,

(ii) Kugel $\mathcal{G}' \subset \mathcal{G}$.

Behauptung: Der Mittelwert von $\Phi(\mathbf{x}_0)$ über die Kugeloberfläche stimmt mit dem Wert im Kugelmittelpunkt überein:

$$\Phi(\mathbf{x}_0) = \frac{1}{|\partial \mathcal{G}'|} \int_{\partial \mathcal{G}'} \Phi(\mathbf{x}) |d\mathbf{S}_{\mathbf{x}}| , \quad wobei \ \mathbf{x}_0 \stackrel{\text{def}}{=} \textit{Mittelpunkt von } \mathcal{G}'.$$

Beweisskizze zu Lemma 4.4.12: Sei $\mathbf{x}_0 \in \mathcal{G}$ und $\mathcal{G}_R = \mathcal{G}'$ für geeignetes R > 0, wobei

$$\mathcal{G}_r \stackrel{\text{def}}{=} \{ \mathbf{x} : \|\mathbf{x} - \mathbf{x}_0\| \le r \} \quad \text{für } r \ge 0.$$

Dann genügt offensichtlich der Nachweis von

$$f(r) \stackrel{\text{def}}{=} \frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}r} \frac{1}{|\partial \mathcal{G}_r|} \int_{\partial \mathcal{G}_r} \Phi(\mathbf{x}) |\mathrm{d}\mathbf{S}_{\mathbf{x}}| = 0 \quad \text{für } r \in (0, R).$$

Zum Beweis hierfür können wir o.B.d.A. $\mathbf{x}_0=0$ annehmen. In Kugelkoordinaten gilt dann

$$\frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}r}f(r) = \frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}r} \left(\frac{1}{4\pi r^2} \int_0^{2\pi} \left(\int_0^{\pi} \Phi(\mathbf{x}(r, \theta, \varphi) \, r^2 \sin \theta \, \mathrm{d}\theta \right) \, \mathrm{d}\varphi \right)$$

$$= \frac{1}{4\pi r^2} \int_{\partial \mathcal{G}_r} \operatorname{grad} \Phi(\mathbf{x}) \cdot \mathrm{d}\mathbf{S}_{\mathbf{x}}$$

$$\stackrel{=}{\underset{\text{GAUSS}}{=}} \frac{1}{4\pi r^2} \int_{\mathcal{G}_r} \Delta \Phi(\mathbf{x}) \, \mathrm{d}V_{\mathbf{x}}$$

$$\stackrel{=}{\underset{\text{D. Voranss}}{=}} 0$$

Beweisskizze zum Satz von Earnshaw: Angenommen, $\Phi(\mathbf{x})$ sei im Punkte $\mathbf{x}_0 \in \mathcal{G} \setminus \partial \mathcal{G}$ maximal. Nach Lemma 4.4.12 muß dann $\Phi(\mathbf{x})$ auf der Oberfläche und damit auch innerhalb jeder Kugel mit Zentrum \mathbf{x}_0 konstant sein, die ganz in \mathcal{G} liegt. Indem man sich von \mathbf{x}_0 aus durch \mathcal{G} bewegt, erkennt man dann, daß $\Phi(\mathbf{x})$ im Inneren von \mathcal{G} und damit aufgrund der Stetigkeit auf ganz \mathcal{G} konstant sein muß.

Version vom 26. März 2009

⁵¹Vgl. Beispiel (ii) von 4.3.2.

4.5 Nützliche Formeln

4.5.1 Teilzusammenfassung

Für stetig differenzierbare Skalarfelder $\Phi(\mathbf{x})$ gilt:⁵²

$$(\mathcal{L}_{\mathbf{a}}\Phi)(\mathbf{x}) = \frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}\xi}\Phi(\mathbf{x} + \xi\mathbf{a})_{|\xi=0}$$

$$(4.65)$$

 $= \ \, \textbf{\it Richtungsableitung} \; , \; \text{falls} \; |\mathbf{a}| = 1 \, ,$

$$\mathcal{L}_{\mathbf{a}} = \sum_{j=1}^{3} \mathbf{a} \cdot \mathbf{b}^{j} \mathcal{L}_{\mathbf{b}_{j}} \quad \text{für jede Basis } \{\mathbf{b}_{1}, \mathbf{b}_{2}, \mathbf{b}_{3}\}, \qquad (4.66)$$

$$\operatorname{grad} \Phi(\mathbf{x}) = \sum_{j=1}^{3} \mathbf{b}^{j} \left(\mathcal{L}_{\mathbf{b}_{j}} \Phi \right) (\mathbf{x}) \quad \text{für jede Basis } \{\mathbf{b}_{1}, \mathbf{b}_{2}, \mathbf{b}_{3}\}, \quad (4.67)$$

$$\mathbf{a} \cdot \operatorname{grad} \Phi(\mathbf{x}) = (\mathcal{L}_{\mathbf{a}} \Phi)(\mathbf{x}),$$
 (4.68)

$$\frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}t}\Phi\left(\mathbf{x}(t)\right) = \dot{\mathbf{x}}(t)\cdot\operatorname{grad}\Phi\left(\mathbf{x}(t)\right), \qquad (4.69)$$

$$f(x^{1}, x^{2}, x^{3}) = \Phi(x^{1}\mathbf{b}_{1} + x^{2}\mathbf{b}_{2} + x^{3}\mathbf{b}_{3}), \quad \{\mathbf{b}_{1}, \mathbf{b}_{2}, \mathbf{b}_{3}\} \text{ dimensionslos}$$

$$\Longrightarrow \frac{\partial}{\partial x^{j}} f(x^{1}, x^{2}, x^{3}) = (\mathcal{L}_{\mathbf{b}_{j}}\Phi)(\mathbf{x})(x^{1}\mathbf{b}_{1} + x^{2}\mathbf{b}_{2} + x^{3}\mathbf{b}_{3}) \quad \text{für } j = 1, 2, 3.$$

$$(4.70)$$

Entsprechend (4.70) ergibt sich in Verallgemeinerung von (4.69) folgende wichtige Differentiationsregel (verallgemeinerte Kettenregel):

$$\frac{\partial}{\partial q^{k}} f\left(x^{1}(q^{1}, \dots, q^{n'}), \dots, x^{n}(q^{1}, \dots, q^{n'})\right)$$

$$= \sum_{j=1}^{n} \left(\frac{\partial}{\partial q^{k}} x^{j}(q^{1}, \dots, q^{n'})\right) \frac{\partial}{\partial x^{j}} f(x^{1}, \dots, x^{n})_{|_{x^{l} = x^{l}(q^{1}, \dots, q^{n'})}}$$

$$\text{für } k = 1, \dots, n'.$$

$$(4.71)$$

In entsprechender Verallgemeinerung von (4.15) gilt die Taylor-Entwicklung:

$$\Phi(x^{1} + a^{1}, \dots, x^{n} + a^{n})$$

$$= \Phi(x^{1}, \dots, x^{n}) + \sum_{j=1}^{N} \frac{1}{j!} \left(a^{1} \frac{\partial}{\partial x^{1}} + \dots + a^{n} \frac{\partial}{\partial x^{n}} \right)^{j} \Phi(x^{1}, \dots, x^{n})$$

$$+ \frac{1}{N!} \int_{0}^{1} (1 - \lambda)^{N} \left(a^{1} \frac{\partial}{\partial x^{1}} + \dots + a^{n} \frac{\partial}{\partial x^{n}} \right)^{N+1} \Phi(x^{1} + \lambda a^{1}, \dots, x^{n} + \lambda a^{n}) d\lambda$$
für $N = 1, 2, 3, \dots$

Version vom 26. März 2009

⁵²Entsprechende Formeln gelten natürlich für Vektorfelder.

Für stetig differenzierbare Skalar- und Vektorfelder gilt weiter:

$$\int_{\mathcal{C}} \operatorname{grad} \Phi(\mathbf{x}) \cdot d\mathbf{x} = \Phi(\mathbf{x})|_{\partial \mathcal{C}} \stackrel{\text{def}}{=} \Phi(\mathcal{C}\text{-Ende}) - \Phi(\mathcal{C}\text{-Anfang}), \qquad (4.72)$$

$$\operatorname{rot} \mathbf{A}(\mathbf{x}) = \sum_{j=1}^{3} \mathbf{b}^{j} \times (\mathcal{L}_{\mathbf{b}_{j}} \mathbf{A}) (\mathbf{x}) \text{ für jede Basis } \{\mathbf{b}_{1}, \mathbf{b}_{2}, \mathbf{b}_{3}\} (4.73)$$

$$\int_{\mathcal{S}} \operatorname{rot} \mathbf{A}(\mathbf{x}) \cdot d\mathbf{S}_{\mathbf{x}} = \int_{\partial \mathcal{S}} \mathbf{A}(\mathbf{x}) \cdot d\mathbf{x}, \qquad \mathbf{Satz von STOKES}$$

$$\operatorname{div} \mathbf{\jmath}(\mathbf{x}) = \sum_{k=1}^{3} \mathbf{b}^{k} \cdot (\mathcal{L}_{\mathbf{b}_{k}} \mathbf{\jmath}) (\mathbf{x}) \text{ für jede Basis } \{\mathbf{b}_{1}, \mathbf{b}_{2}, \mathbf{b}_{3}\}, \quad (4.74)$$

$$\int_{\mathcal{G}} \operatorname{div} \mathbf{\jmath}(\mathbf{x}) dV_{\mathbf{x}} = \int_{\partial \mathcal{G}} \mathbf{\jmath}(\mathbf{x}) \cdot d\mathbf{S}_{\mathbf{x}}, \qquad \mathbf{Satz von GAUSS}$$

$$\Delta \int_{\mathbb{R}^{3}} \frac{\mu(\mathbf{x}')}{|\mathbf{x} - \mathbf{x}'|} dV_{\mathbf{x}'} = -4\pi \mu(\mathbf{x}), \qquad \text{Poisson-Gleichung}$$

$$\mathbf{F}(\mathbf{x})$$
 konservativ
 $\iff \mathbf{F}(\mathbf{x}) = -\operatorname{grad} \Phi(\mathbf{x})$ für geeignetes *Skalarpotential* $\Phi(\mathbf{x})$
 $\iff \int_{\mathcal{C}} \mathbf{F}(\mathbf{x}) \cdot d\mathbf{x} = 0$ für **jeden geschlossenen** Weg \mathcal{C}
 $\iff \operatorname{rot} \mathbf{F}(\mathbf{x}) = 0$ für **alle** $\mathbf{x} \in \mathbb{R}^3$,

$$\mathbf{B}(\mathbf{x})$$
 quellfrei
 $\iff \int_{\mathcal{S}} \mathbf{B}(\mathbf{x}) \cdot d\mathbf{S}_{\mathbf{x}} = 0$ für **jedes geschlossene** Flächenstück \mathcal{S}
 $\iff \operatorname{div} \mathbf{B}(\mathbf{x}) = 0$ für **alle** $\mathbf{x} \in \mathbb{R}^3$
 $\iff \mathbf{B}(\mathbf{x}) = \operatorname{rot} \mathbf{A}(\mathbf{x})$ für geeignetes *Vektorpotential* $\mathbf{A}(\mathbf{x})$.

Die letzte Äquivalenz in (4.76) folgt aus dem Ergebnis von Übungsaufgabe 65 (bzw. der Herleitung von (4.98)) zusammen mit (4.89).

4.5.2 Algebra des Nabla-Operators

Den nach (4.67) von der speziellen Wahl der Basis $\{\mathbf{b}_1, \mathbf{b}_2, \mathbf{b}_3\}$ unabhängigen formalen Vektor⁵³

$$\nabla \stackrel{\text{def}}{=} \sum_{j=1}^{3} \mathbf{b}^{j} \mathcal{L}_{\mathbf{b}_{j}}$$
 (4.77)

nennt man Nabla-Operator. Bei entspr. Interpretation der formalen Vektoroperationen mit ∇ gilt also:

$$\operatorname{grad}\Phi(\mathbf{x}) = \nabla\Phi(\mathbf{x}), \tag{4.78}$$

$$rot \mathbf{A}(\mathbf{x}) = \mathbf{\nabla} \times \mathbf{A}(\mathbf{x}), \tag{4.79}$$

$$\operatorname{div} \boldsymbol{\jmath}(\mathbf{x}) = \boldsymbol{\nabla} \cdot \mathbf{A}(\mathbf{x}), \tag{4.80}$$

$$\triangle = \nabla \cdot \nabla$$
, LAPLACE-*Operator*. (4.81)

Für Orthonormalbasen $\{e_1, e_2, e_3\}$ gilt entsprechend (4.70)

$$\nabla = \begin{pmatrix} \frac{\partial}{\partial x^1} \\ \frac{\partial}{\partial x^2} \\ \frac{\partial}{\partial x^3} \end{pmatrix} \quad \text{bzgl. } (\mathbf{e}_1, \mathbf{e}_2, \mathbf{e}_3)$$

$$(4.82)$$

und somit:

$$\nabla \Phi(\mathbf{x}) = \begin{pmatrix} \frac{\partial}{\partial x^1} \Phi(x^1, x^2, x^3) \\ \frac{\partial}{\partial x^2} \Phi(x^1, x^2, x^3) \\ \frac{\partial}{\partial x^3} \Phi(x^1, x^2, x^3) \end{pmatrix}, \tag{4.83}$$

$$\nabla \cdot \mathbf{\jmath}(\mathbf{x}) = \frac{\partial}{\partial x^1} \jmath^1(x^1, x^2, x^3) + \frac{\partial}{\partial x^2} \jmath^2(x^1, x^2, x^3) + \frac{\partial}{\partial x^3} \jmath^3(x^1, x^2, x^3), (4.85)$$

$$\Delta\Phi(\mathbf{x}) = \left(\left(\frac{\partial}{\partial x^1}\right)^2 + \left(\frac{\partial}{\partial x^2}\right)^2 + \left(\frac{\partial}{\partial x^3}\right)^2\right)\Phi(x^1, x^2, x^3). \tag{4.86}$$

Formeln der Vektor-Algebra behalten offensichtlich ihre Gültigkeit, wenn in ihnen einige Vektoren durch ∇ ersetzt werden und nur derjenige, der in allen Termen ganz rechts steht,⁵⁴ durch ein (hinreichend gutartiges) Vektorfeld. So ergibt sich z.B. aus dem Entwicklungssatz (2.23) die Formel

$$\nabla \times (\nabla \times \mathbf{A}(\mathbf{x})) = \nabla (\nabla \cdot \mathbf{A}(\mathbf{x})) - \triangle \mathbf{A}(\mathbf{x}).$$
(4.87)

⁵⁴Sofern ein solcher Vektor existiert.

Aus der Antisymmetrie des Vektorproduktes ergibt sich entsprechend⁵⁵

$$\nabla \times (\nabla \Phi(\mathbf{x}))$$
, (4.88)

sowie unter zusätzlicher Berücksichtigung der Zyklizität des Spatproduktes:⁵⁶

$$\nabla \cdot (\nabla \times \mathbf{F}(\mathbf{x})) = 0. \tag{4.89}$$

Bei Formeln, in denen Produkte von Feldern auftreten, sind die Produktregeln (3.27–3.29) der Differentiation zu beachten. Dementsprechend gilt:⁵⁷

$$\nabla \left(\Phi_1(\mathbf{x}) \Phi_2(\mathbf{x}) \right) = \Phi_1(\mathbf{x}) \nabla \Phi_2(\mathbf{x}) + \Phi_2(\mathbf{x}) \nabla \Phi_1(\mathbf{x}), \tag{4.90}$$

$$\nabla \cdot (\Phi(\mathbf{x})\mathbf{F}(\mathbf{x})) = \Phi(\mathbf{x})\nabla \cdot \mathbf{F}(\mathbf{x}) + \mathbf{F}(\mathbf{x}) \cdot \nabla \Phi(\mathbf{x}), \qquad (4.91)$$

$$\nabla \times (\Phi(\mathbf{x})\mathbf{F}(\mathbf{x})) = \Phi(\mathbf{x})\nabla \times \mathbf{F}(\mathbf{x}) - \mathbf{F}(\mathbf{x}) \times \nabla \Phi(\mathbf{x}),$$
 (4.92)

$$\nabla (\mathbf{F}(\mathbf{x}) \cdot \mathbf{G}(\mathbf{x})) = \left(\mathbf{F}(\mathbf{x}) \times (\nabla \times \mathbf{G}(\mathbf{x})) + (\mathbf{F}(\mathbf{x}) \cdot \nabla) \mathbf{G}(\mathbf{x}) \right) + \left(\mathbf{G}(\mathbf{x}) \times (\nabla \times \mathbf{F}(\mathbf{x})) + (\mathbf{G}(\mathbf{x}) \cdot \nabla) \mathbf{F}(\mathbf{x}) \right),$$
(4.93)

$$\nabla \times (\mathbf{F}(\mathbf{x}) \times \mathbf{G}(\mathbf{x})) = \mathbf{F}(\mathbf{x}) (\nabla \cdot \mathbf{G}(\mathbf{x})) - (\mathbf{F}(\mathbf{x}) \cdot \nabla) \mathbf{G}(\mathbf{x}) - (\mathbf{G}(\mathbf{x}) (\nabla \cdot \mathbf{F}(\mathbf{x})) - (\mathbf{G}(\mathbf{x}) \cdot \nabla) \mathbf{F}(\mathbf{x})),$$
(4.94)

$$\nabla \cdot (\mathbf{F}(\mathbf{x}) \times \mathbf{G}(\mathbf{x})) = \mathbf{G}(\mathbf{x}) \cdot (\nabla \times \mathbf{F}(\mathbf{x})) - \mathbf{F}(\mathbf{x}) \cdot (\nabla \times \mathbf{G}(\mathbf{x})) .$$
 (4.95)

Merkregel: In (4.90)–(4.95) stehen rechts jeweils zwei Ausdrücke, in denen ∇ stets nur auf eines der Felder wirkt, und die jeder für sich mit der linken Seite übereinstimmen würden, wenn ∇ ein gewöhnlicher Vektor wäre.

4.5.3 Konstruktion von Vektorpotentialen

Aufgabe: Sei $\mathbf{B}(\mathbf{x})$ ein quellfreies stetiges Vektorfeld. Man konstruiere dazu ein *Vektorpotential*, d.h. ein stetig differenzierbares Vektorfeld $\mathbf{A}(\mathbf{x})$ mit

$$rot \mathbf{A}(\mathbf{x}) = \mathbf{B}(\mathbf{x}). \tag{4.96}$$

Poincaré-Konstruktion: Gemäß der Folgerung 4.3.9 zum Satz von Stokes ist (4.96) äquivalent dazu, daß

$$\int_{\mathcal{C}} \mathbf{A}(\mathbf{x}) \cdot d\mathbf{x} = \int_{\mathcal{S}} \mathbf{B}(\mathbf{x}) \cdot d\mathbf{S}_{\mathbf{x}} \quad , \quad \mathcal{C} = \partial \mathcal{S}$$
 (4.97)

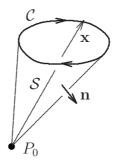
_____ Version vom 26. März 2009 _____

⁵⁵Strikte Anwendung der beschriebenen Regel würde auf $(\nabla \times \nabla) \mathbf{e} \cdot \mathbf{F}(\mathbf{x}) = 0$ führen. (4.88) folgt natürlich auch direkt aus (4.75).

⁵⁶Das Verschwinden von Volumenintegralen über die linke Seite von (4.89) folgt auch aus den Sätzen von GAUSS und STOKES sowie (4.72).

⁵⁷(4.93) und (4.94) entsprechen wieder dem Entwicklungssatz (2.23).

für jedes einfache Flächenstück \mathcal{S} gilt. Da $\mathbf{B}(\mathbf{x})$ divergenzfrei vorausgesetzt ist, hängt das Flächenintegral über $\mathbf{B}(\mathbf{x})$ nach dem Satz von GAUSS nur vom berandenden Weg \mathcal{C} und nicht vom genaueren Verlauf der Fläche \mathcal{S} ab. Somit ist (4.96) äquivalent dazu, daß zu jedem (hinreichend gutartigen) geschlossenen Weg \mathcal{C} ein Flächenstück \mathcal{S} existiert, für das (4.97) gilt. Zu gegebenem \mathcal{C} wählen wir für \mathcal{S} zweckmäßig diejenige Fläche, die der Ortsvektor \mathbf{x} beim Durchlaufen von \mathcal{C} überstreicht:



Falls also $(\mathbf{x}(t); t_1, t_2)$ eine geeignete Parametrisierung von \mathcal{C} ist, dann ist

$$(\mathbf{x}(s,t) = s\mathbf{x}(t); 0, 1, t_1, t_2)$$

eine geeignete (wenn auch nicht im strengen Sinne 'einfache') Parametrisierung von S. Damit gilt:

$$\int_{\mathcal{S}} \mathbf{B}(\mathbf{x}) \cdot d\mathbf{S}_{\mathbf{x}} = \int_{t_1}^{t_2} \left(\int_0^1 \mathbf{B}(s\mathbf{x}(t)) \cdot (\mathbf{x}(t) \times s\dot{\mathbf{x}}(t)) \, ds \right) dt$$

$$= -\int_{t_1}^{t_2} \left(\int_0^1 s\mathbf{x}(t) \times \mathbf{B}(s\mathbf{x}(t)) \, ds \right) \cdot \dot{\mathbf{x}}(t) \, dt$$

$$= \int_{\mathcal{C}} \left(-\int_0^1 s\mathbf{x} \times \mathbf{B}(s\mathbf{x}) \, ds \right) \cdot d\mathbf{x} .$$

(4.97) ist also für

$$\mathbf{A}(\mathbf{x}) \stackrel{\text{def}}{=} -\int_{0}^{1} s\mathbf{x} \times \mathbf{B}(s\mathbf{x}) \, \mathrm{d}s \tag{4.98}$$

erfüllt. Da (4.98) von \mathcal{C} unabhängig ist, ist dies eine Lösung von (4.96), wie man auch leicht direkt nachrechnen kann (Übungsaufgabe 65).

Sei $\mathbf{B}(\mathbf{x})$ 2-mal stetig differenzierbar⁵⁹ und seien $\mathbf{A}(\mathbf{x}), \mathbf{A}'(\mathbf{x})$ quellfreie Vektorpotentiale von $\mathbf{B}(\mathbf{x})$. Dann gilt also

$$\mathrm{rot}\; (\mathbf{A}(\mathbf{x}) - \mathbf{A}'(\mathbf{x})) = 0\,, \;\; \mathrm{div}\; (\mathbf{A}(\mathbf{x}) - \mathbf{A}'(\mathbf{x})) = 0$$

Version vom 26. März 2009

⁵⁸Man beachte den **lokalen** Charakter dieser Lösung.

⁵⁹Andernfalls betrachte man im folgenden anstelle von $(\mathbf{A}(\mathbf{x}) - \mathbf{A}'(\mathbf{x}))$ das mithilfe eines geeigneten Skalarfeldes $\Phi(\mathbf{x})$ geglättete Vektorfeld $\int_{\mathcal{G}} \Phi(\mathbf{x} - \mathbf{x}') (\mathbf{A}(\mathbf{x}') - \mathbf{A}'(\mathbf{x}')) dV_{\mathbf{x}'}$.

und somit nach (4.87)

$$\triangle \left(\mathbf{A}(\mathbf{x}) - \mathbf{A}'(\mathbf{x}) \right) = 0.$$

Falls beide Vektorpotentiale im Unendlichen (in allen Richtungen gleichmäßig) verschwinden, müssen sie daher nach dem Satz von Earnshaw übereinstimmen. Mit anderen Worten: Es gibt höchstens ein **quellfreies** Vektorpotential $\mathbf{A}(\mathbf{x})$ von $\mathbf{B}(\mathbf{x})$ mit $\lim_{|\mathbf{x}|\to\infty}|\mathbf{A}(\mathbf{x})|=0$. Falls $\mathbf{B}(\mathbf{x})$ im Unendlichen hinreichend schnell verschwindet, existiert diese Lösung:

Lemma 4.5.1

Gegeben: (i) $\epsilon > 0$,

(ii) stetig differenzierbares, quellfreies Vektorfeld $\mathbf{B}(\mathbf{x})$ mit: $\lim_{|\mathbf{x}| \to \infty} |\mathbf{x}|^{2+\epsilon} \left(|\mathbf{B}(\mathbf{x})| + |(\mathcal{L}_{\mathbf{e}}\mathbf{B})(\mathbf{x})| \right) = 0 \text{ für alle } \mathbf{e} .$

Behauptung:

$$\mathbf{A}(\mathbf{x}) = \int_{\mathbb{R}^3} \frac{\operatorname{rot} \mathbf{B}(\mathbf{x}')}{4\pi |\mathbf{x} - \mathbf{x}'|} \, \mathrm{d}V_{\mathbf{x}'}$$

ist das einzige quellfreie Vektorpotential von $\mathbf{B}(\mathbf{x})$ mit $\lim_{|\mathbf{x}|\to\infty} |\mathbf{A}(\mathbf{x})| = 0$.

Beweisskizze:

$$\operatorname{rot} \mathbf{A}(\mathbf{x}) = \nabla \times \left(\nabla \times \int_{\mathbb{R}^3} \frac{\mathbf{B}(\mathbf{x} - \mathbf{x}')}{4\pi |\mathbf{x}'|} \, \mathrm{d}V_{\mathbf{x}'} \right)$$

$$\stackrel{=}{\underset{(4.87)}{=}} -\triangle \int_{\mathbb{R}^3} \frac{\mathbf{B}(\mathbf{x} - \mathbf{x}')}{4\pi |\mathbf{x}'|} \, \mathrm{d}V_{\mathbf{x}'}$$

$$= -\triangle \int_{\mathbb{R}^3} \frac{\mathbf{B}(\mathbf{x}')}{4\pi |\mathbf{x} - \mathbf{x}'|} \, \mathrm{d}V_{\mathbf{x}'}$$

$$\stackrel{=}{\underset{\text{Beissen Cl.}}{=}} \mathbf{B}(\mathbf{x}).$$

Man kann zeigen, 60 daß zu jedem stetigen Skalarfeld $\mu(\mathbf{x})$ eine 2-mal stetig differenzierbare Lösung $\Phi(\mathbf{x})$ der Poissonschen Differentialgleichung 61

$$\Delta\Phi = -4\pi \,\mu$$

existiert. Damit ergibt sich der

_____ Version vom 26. März 2009 _____

 $^{^{60}\}mathrm{Siehe}$ (Lücke, 1995).

 $^{^{61}}$ Für räumlich begrenzte μ war die Lösung durch (4.63) gegeben.

Satz 4.5.2 (Fundamentalsatz der Vektoranalysis) Jedes stetig differenzierbare Vektorfeld F(x) erlaubt eine Zerlegung

$$\mathbf{F}(\mathbf{x}) = \mathbf{F}_1(\mathbf{x}) + \mathbf{F}_2(\mathbf{x})$$

in ein wirbelfreies (d.h. konservatives) stetig differenzierbares Feld $\mathbf{F}_1(\mathbf{x})$ und ein quellfreies stetig differenzierbares Feld $\mathbf{F}_2(\mathbf{x})$. Falls eine der Bedingungen

$$\lim_{|\mathbf{x}| \to \infty} |\mathbf{F}_1(\mathbf{x})| = 0 \quad oder \quad \lim_{|\mathbf{x}| \to \infty} |\mathbf{F}_2(\mathbf{x})| = 0$$

erfüllt werden kann, ist diese Zerlegung dadurch eindeutig festgelegt.

Beweisskizze: Man wähle eine Lösung von

$$\Delta \Phi = -\text{div}\mathbf{F}$$

und setze

$$\mathbf{F}_1 = -\mathrm{grad}\Phi$$
.

Damit ist eine Zerlegung der gewünschten Art gegeben. Sei nun

$$\mathbf{F}(\mathbf{x}) = \mathbf{F}_1'(\mathbf{x}) + \mathbf{F}_2'(\mathbf{x})$$

eine weitere Zerlegung der gewünschten Art. Dann ist

$$\mathbf{F}_{j}(\mathbf{x}) - \mathbf{F}'_{j}(\mathbf{x}) = (\mathbf{F}(\mathbf{x}) - \mathbf{F}'_{j}(\mathbf{x})) - (\mathbf{F}(\mathbf{x}) - \mathbf{F}_{j}(\mathbf{x}))$$

für j=1,2 sowohl wirbel- als auch quellfrei, genügt also nach (4.87) der Laplace-Gleichung. Falls also $\mathbf{F}_1(\mathbf{x}) - \mathbf{F}_1'(\mathbf{x})$ oder $\mathbf{F}_2(\mathbf{x}) - \mathbf{F}_2'(\mathbf{x})$ außerdem im Unendlichen verschwindet, müssen nach dem Satz von Earnshaw somit beide Zerlegungen übereinstimmen.

Falls ${f F}$ (zusammen mit seinen Ableitungen 1. Ordnung) im Unendlichen hinreichend schnell verschwindet, ist die Zerlegung im Sinne des Fundamentalsatzes nach (4.87) offensichtlich durch

$$\mathbf{F}_{1}(\mathbf{x}) = -\operatorname{grad} \int_{\mathbb{R}^{3}} \frac{\operatorname{div} \mathbf{F}(\mathbf{x}')}{4\pi |\mathbf{x} - \mathbf{x}'|} \, dV_{\mathbf{x}'} , \quad \mathbf{F}_{2}(\mathbf{x}) = \operatorname{rot} \int_{\mathbb{R}^{3}} \frac{\operatorname{rot} \mathbf{F}(\mathbf{x}')}{4\pi |\mathbf{x} - \mathbf{x}'|} \, dV_{\mathbf{x}'}$$

gegeben. Das hat folgende direkte Konsequenz:

Jedes konservative Vektorfeld $\mathbf{F}(\mathbf{x})$, das im Unendlichen hinreichend schnell verschwindet, läßt sich — analog zum Gravitationsfeld einer Massenverteilung oder zum COULOMB-Feld einer elektrischen Ladungsverteilung — in der Form

$$\mathbf{F}(\mathbf{x}) = -\operatorname{grad} \int_{\mathbb{R}^3} \kappa \frac{\rho(\mathbf{x}')}{|\mathbf{x} - \mathbf{x}'|} \, \mathrm{d}V_{\mathbf{x}'}$$

mit der Ladungsdichte

$$\rho(\mathbf{x}) \stackrel{\text{def}}{=} \frac{\operatorname{div} \mathbf{F}(\mathbf{x})}{4\pi\kappa}$$

darstellen!

4.5.4 Funktionentheoretische Hilfsmittel

Bzgl. der in diesem Abschnitt nicht angegebenen Beweise sei auf Kapitel 2 von (Lücke, ftm) verwiesen. Wann immer von einem Flächenstück $\mathcal{S} \subset \mathbb{C}$ die Rede ist, ist \mathbb{C} im Sinne von Abschnitt 2.3.4 als $\mathbf{e}_1, \mathbf{e}_2$ -Ebene des \mathbb{R}^3 mit rechtshändiger Orthonormalbasis ($\mathbf{e}_1, \mathbf{e}_2, \mathbf{e}_3$) zu verstehen und die Flächennormale von \mathcal{S} mit \mathbf{e}_3 zu identifizieren. Damit ist die Orientierung des Randes ∂S im Sinne von Definition 4.3.6 festgelegt.

Definition 4.5.3 Seien \mathcal{O} eine offene⁶² Teilmenge von \mathbb{C} und f(z) eine komplexwertige Funktion über \mathcal{O} . Dann heißt f(z) in \mathcal{O} holomorph, wenn die komplexe Ableitung

$$\frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}z} f(z) \stackrel{\mathrm{def}}{=} \lim_{\substack{\Delta z \to 0 \\ \Delta z \neq 0}} \frac{f(z + \Delta z) - f(z)}{\Delta z}$$

von f(z) für alle $z \in \mathcal{O}$ existiert und (als Vektorfeld betrachtet) stetig⁶³ ist.

Für Funktionen einer komplexen Variablen gelten — unter offensichtlichen Voraussetzungen — die entsprechenden Regeln wie für Funktionen einer reellen Variablen:⁶⁴

1. Linearität:

$$\frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}z} (z_1 f(z) + z_2 g(z)) = z_1 f'(t) + z_2 g'(t),$$

2. **Produktregel**:

$$\frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}z}\Big(f(z)\,g(z)\Big) = f'(z)\,g(z) + f(z)\,g'(z)\,,$$

3. Quotientenregel:

$$\frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}z} \frac{f(z)}{g(z)} = \frac{f'(z) g(z) - f(z) g(z)}{\left(g(z)\right)^2},$$

 $^{^{63}}$ Man kann zeigen, daß die Stetigkeit von f'(z) automatisch gegeben ist (Satz von Goursat).

⁶⁴Für holomorphe Funktionen einer einzigen Variablen schreiben wir natürlich f'(z) bzw. $\frac{d}{dz} f(z)$ statt $\frac{\partial}{\partial z} f(z)$.

147

4. Kettenregel:

$$\frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}z} f(g(z)) = g'(z) f'(g(z)),$$

5. Ableitung der Umkehrfunktion:

$$\frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}z}f^{-1}(z) = \frac{1}{f'(f^{-1}(z))},$$

6. Ableitung von Potenzen:

$$\frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}z} z^n = n z^{n-1} \quad \forall \, n \in \mathbb{Z} \,,$$

7. Ableitung impliziter Funktionen:

$$\frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}t} f(z(t)) = \dot{z}(t) f'(z(t)).$$

Lemma 4.5.4 Seien \mathcal{O} eine offene Teilmenge von \mathbb{C} und f(z) eine komplexwertige Funktion über \mathcal{O} . f(z) ist genau dann holomorph, wenn

$$u(x,y) \stackrel{\text{def}}{=} \Re \Big(f(x+iy) \Big) \quad \forall x,y \in \mathbb{R}$$

und

$$v(x,y) \stackrel{\text{def}}{=} \Im \Big(f(x+iy) \Big) \quad \forall x,y \in \mathbb{R}$$

 $in \ \mathcal{O} \ stetig \ differenzierbar \ (im \ Sinne \ von \ Skalarfeldern) \ sind \ und \ dort \ den \ \ Cauchy-Riemann \ schen \ Differentialgleichungen$

$$\frac{\partial}{\partial x}u(x,y) = \frac{\partial}{\partial y}v(x,y)\;,\quad \frac{\partial}{\partial x}v(x,y) = -\frac{\partial}{\partial y}u(x,y)\;.$$

genügen.

Folgerung 4.5.5 Seien \mathcal{O} eine offene Teilmenge von \mathbb{C} und f(z) eine in \mathcal{O} holomorphe Funktion. Dann ist

$$f^{\uparrow}(z) \stackrel{\text{def}}{=} \left(f(z^*) \right)^* \quad \forall z \in \mathcal{O}^{\uparrow} \stackrel{\text{def}}{=} \left\{ z : z^* \in \mathcal{O} \right\}$$

eine in \mathcal{O}^{\uparrow} holomorphe Funktion von z und es gilt

$$\frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}z} f^{\uparrow}(z) = \left(f'(z^*) \right)^* \quad \forall z \in \mathcal{O}^{\uparrow}.$$

Folgerung 4.5.6 Seien S ein einfaches Flächenstück in \mathbb{C} (als Ebene im \mathbb{R}^3 aufgefaßt) und f(z) eine holomorphe Funktion über $\mathcal{O} \stackrel{\text{def}}{=} S \setminus S$. Dann besitzt f(z) eine **Stammfunktion** F(z), d.h. es gilt

$$F'(z) = f(z) \quad \forall z \in \mathcal{O}.$$

Definition 4.5.7 Seien C ein Wegstück in \mathbb{C} mit einfacher Parametrisierung $(z(t), t_1, t_2)$ und f(z) eine auf C stetige Funktion. Dann bezeichnet man

$$\int_{\mathcal{C}} f(z) dz \stackrel{\text{def}}{=} \int_{t_1}^{t_2} f(z(t)) \dot{z}(t) dt$$

als das komplexe Wegintegral 65 von f(z) über C.

Lemma 4.5.8 Seien C ein einfaches Wegstück in \mathbb{C} mit Anfangspunkt z_1 und Endpunkt z_2 , $\mathcal{O} \subset \mathbb{C}$ eine offene Umgebung von C und F(z) eine in \mathcal{O} holomorphe Funktion. Dann gilt

$$\int_{\mathcal{C}} F'(z) \, \mathrm{d}z = F(z_2) - F(z_1) \,.$$

Folgerung 4.5.9 (Cauchyscher Integralsatz) Seien \mathcal{O} eine offene Teilmenge $von \mathbb{C}$, f(z) eine in \mathcal{O} holomorphe Funktion und $\mathcal{S} \subset \mathcal{O}$ ein einfaches Flächenstück. Dann gilt $\int_{\partial \mathcal{S}} f(z) dz = 0$.

Mithilfe des Cauchyschen Integralsatzes läßt sich leicht zeigen:

$$\int_{-\infty}^{+\infty} e^{-(\mathcal{R}x+z_0)^2} dx = \frac{\sqrt[+]{\pi}}{\mathcal{R}}$$
für alle \mathcal{R} , $z_0 \in \mathbb{C}$ mit: $\Re(\mathcal{R}^2) > 0 < \Re(\mathcal{R})$ (4.99)

(siehe z.B. Beweis von Gleichung 2.31 von (Lücke, ftm)).

149

Lemma 4.5.10 (CAUCHY sche Integral formel) Seien S ein einfaches Flächenstück in \mathbb{C} , z_0 ein Punkt aus dem Inneren \underline{S} von S und f(z) eine auf ganz S stetige Funktion, die im Inneren von $S \setminus \{z_0\}$ holomorph ist. Dann gilt

$$f(z_0) = \frac{1}{2\pi i} \int_{\partial \mathcal{S}} \frac{f(z)}{z - z_0} dz.$$

Mithilfe der Cauchyschen Integralformel beweist man für holomorphe Funktionen leicht⁶⁶ das sog. *Maximum-Prinzip*:

$$\sup_{z \in \mathcal{S}} |f(z)| = |f(\hat{z})| \quad \text{für geeignetes } \hat{z} \in \partial \mathcal{S} \,,$$

falls f(z) in einer Umgebung des einfachen Flächenstücks \mathcal{S} holomorph ist .

Lemma 4.5.11 Seien S ein einfaches Flächenstück in \mathbb{C} und g(z) eine auf ∂S stetige Funktion. Dann gilt

$$\left(\frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}z_0}\right)^{\nu} \int_{\partial \mathcal{S}} \frac{g(z)}{z - z_0} \, \mathrm{d}z = \nu! \int_{\partial \mathcal{S}} \frac{g(z)}{(z - z_0)^{\nu + 1}} \, \mathrm{d}z \quad \forall \, z_0 \in \underline{\mathcal{S}} \,, \, \nu \in \mathbb{N} \,.$$

Folgerung 4.5.12 Seien \mathcal{O} eine offene Teilmenge von \mathbb{C} und f(z) eine in \mathcal{O} holomorphe Funktion. Dann ist f(z) in \mathcal{O} beliebig oft komplex differenzierbar und für jedes einfache Flächenstück $\mathcal{S} \subset \mathcal{O}$ gilt

$$f^{(\nu)}(z_0) \stackrel{\text{def}}{=} \left(\frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}z}\right)^{\nu} f(z)_{|z=z_0} = \frac{\nu!}{2\pi i} \int_{\partial \mathcal{S}} \frac{f(z)}{(z-z_0)^{\nu+1}} \,\mathrm{d}z \quad \forall z_0 \in \underline{\mathcal{S}}, \ \nu \in \mathbb{N}.$$

_____ Version vom 26. März 2009 _____

 $^{^{66}}$ Der Beweis ist analog demjenigen des Satzes von Earnshaw (Satz 4.4.11): Man zeigt zunächst, daß $|f(z_0)|$ für hinreichend kleines r>0nie größer sein kann als der Mittelwert von |f(z)| über $\partial U_r(z_0)$.

Folgerung 4.5.13 Sei $z_0 \in \mathbb{C}$, sei $0 < r_1 < r_2$ und sei f(z) in einer Umgebung von

$$\mathcal{D}_{r_1,r_2} \stackrel{\text{def}}{=} \{ z \in \mathbb{C} : r_1 \le |z - z_0| \le r_2 \}$$

holomorph. Dann ist die Laurent-Entwicklung

$$f(z) = \sum_{\nu = -\infty}^{+\infty} c_{\nu} (z' - z_{0})^{\nu} \quad \forall z \in \mathcal{D}_{r_{1}, r_{2}} \setminus \partial \mathcal{D}_{r_{1}, r_{2}},$$

$$c_{\nu} \stackrel{\text{def}}{=} \frac{1}{2\pi i} \int_{\partial U_{r_{2}}(z_{0})} \frac{f(z)}{(z - z_{0})^{\nu + 1}} dz,$$

absolut konvergent.

Folgerung 4.5.14 Seien $z_0 \in \mathbb{C}$, R > 0 und f(z) eine in $U_R(z_0)$ holomorphe Funktion. Dann konvergiert die TAYLOR-Entwicklung

$$f(z) = \sum_{\nu=0}^{\infty} \frac{f^{(\nu)}(z_0)}{\nu!} (z - z_0)^{\nu} \quad \forall z \in U_R(z_0)$$

absolut.

Definition 4.5.15 Wenn die Voraussetzungen von Folgerung 4.5.13 für alle $r_1 \in (0, r_2)$ erfüllt sind, bezeichnet man c_{-1} als das **Residuum** von f(z) an der Stelle $z = z_0$.

Folgerung 4.5.16 (Residuensatz) Sei S ein einfaches Flächenstück in \mathbb{C} und sei f(z) in einer Umgebung von S mit Ausnahme endlich vieler (voneinander verschiedener) Punkte $z_1, \ldots, z_n \in S \setminus \partial S$ holomorph. Dann gilt

$$\int_{\partial \mathcal{S}} f(z) dz = 2\pi i \sum_{\nu=1}^{n} \operatorname{Res}_{z_{\nu}}(f),$$

wobei $\operatorname{Res}_{z_{\nu}}(f)$ jeweils das Residuum von f(z) an der Stelle $z=z_{\nu}$ bezeichnet.

Folgerung 4.5.17 (Satz von Liouville) Sei f(z) eine ganze analytische Funktion, d.h. f(z) sei in ganz \mathbb{C} holomorph. Dann gilt:

f ist polynomial beschränkt \implies f ist ein Polynom.

151

Beweis: Siehe Übungsaufgabe 42 von (Lücke, ftm). ■

Folgerung 4.5.18 (Fundamentalsatz der Algebra) Zu jedem Polynom n-ten Grades Q(z) existieren komplexe Zahlen a, z_1, \ldots, z_n mit

$$Q(z) = a \prod_{j=1}^{n} (z - z_j) \quad \forall z \in \mathbb{C}.$$

Beweis: Siehe Satz 3.1.2 von (Lücke, ftm).

Lemma 4.5.19 Seien $\epsilon, R > 0$ und sei $\{c_{\nu}\}_{\nu \in \mathbb{Z}_{+}}$ eine Folge komplexer Zahlen mit $\sum_{\nu=0}^{\infty} c_{\nu} R^{\nu} < \infty$. Dann konvergiert $\sum_{\nu=0}^{\infty} c_{\nu} z^{\nu}$ absolut und gleichmäßig für alle $z \in U_{R-\epsilon}(0)$ gegen eine holomorphe Funktion mit:

$$\frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}z} \sum_{\nu=0}^{\infty} c_{\nu} z^{\nu} = \sum_{\nu=1}^{\infty} \nu c_{\nu} z^{\nu-1} \quad \forall z \in U_{R-\epsilon}(0).$$

Beweisskizze: Aus der Konvergenz von $\sum_{\nu=0}^{\infty} c_{\nu} R^{\nu}$ folgt

$$S \stackrel{\text{def}}{=} \sup_{\nu \in \mathbb{Z}_+} |c_{\nu} R^{\nu}| < \infty$$

und somit

$$\left| \sum_{\nu=N_1}^{N_2} c_{\nu} z^{\nu} \right| \leq S \sum_{\nu=N_1}^{N_2} \left(\frac{R-\epsilon}{R} \right)^{\nu} \quad \forall z \in U_{R-\epsilon}(0) \,,$$

woraus die Behauptung leicht folgt.

Teil III Differentialgleichungen

Kapitel 5

Gewöhnliche Differentialgleichungen

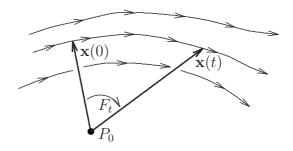
5.1 Vektorielle Differentialgleichungen1. Ordnung

5.1.1 Motivation und Definitionen

Sei $\mathbf{v}(\mathbf{x})$ das (stationäre) Geschwindigkeitsfeld einer Flüssigkeit. Die Bahnkurve (Stromfaden) eines 'Flüssigkeitspartikel' genügt dann der Gleichung

$$\dot{\mathbf{x}}(t) = \mathbf{v}\left(\mathbf{x}(t)\right) \tag{5.1}$$

Intuitiv ist klar, daß zu jedem Anfangswert $\mathbf{x}(0)$ genau eine Bahnkurve $\mathbf{x}(t)$ existiert:



Wenn das richtig ist, kann man also definieren:

$$F_t(\mathbf{x}_0) \stackrel{\text{def}}{=} \mathbf{x}(t) , \quad \mathbf{x}(t) \text{ L\"osung von } (5.1) \text{ mit } \mathbf{x}(0) = \mathbf{x}_0$$
 (5.2)

Die Schar von Abbildungen F_t , $t \in R^1$, bezeichnet man dann als den **Fluß** des Vektorfeldes $\mathbf{v}(\mathbf{x})$, und dafür gilt:

$$F_t F_{t'} = F_{t+t'} \tag{5.3}$$

Beweis: Sei $\mathbf{x}(t)$ die Lösung zur Anfangsbedingung $\mathbf{x}(0) = \mathbf{x}_0$. Dann ist $\mathbf{x}'(t) \stackrel{\text{def}}{=} \mathbf{x}(t+t')$ die Lösung zur Anfangsbedingung $\mathbf{x}'(0) = \mathbf{x}'_0 \stackrel{\text{def}}{=} \mathbf{x}(t')$ und somit

$$F_{t+t'}(\mathbf{x}_0) = \mathbf{x}(t+t') = \mathbf{x}'(t) = F_t(\mathbf{x}'_0) = F_t(F_{t'}(\mathbf{x}_0))$$

Die Konsequenzen aus diesen Betrachtungen sollten sich auch auf den Fall übertragen lassen, daß die Vektoren \mathbf{x} und \mathbf{v} Räumen mit von 3 verschiedener Dimension angehören. In diesem Sinne ist (5.1) der Prototyp einer vektoriellen Differentialgleichung 1. Ordnung:

Definition 5.1.1 Unter einer (expliziten, gewöhnlichen¹) vektoriellen Differentialgleichung 1. Ordnung verstehen wir eine Gleichung der Form

$$\dot{\mathbf{x}}(t) = \mathbf{v}_t(\mathbf{x}(t)), \tag{5.4}$$

wobei $\mathbf{v}_t(\mathbf{x}(t))$ ein t-abhängiges Vektorfeld über einem n-dimensionalen (euklidischen) Vektorraum V_n ist.

Als **Lösung** der Differentialgleichung bezeichnen wir jede stetig differenzierbare Vektorfunktion $\mathbf{x}(t)$ (mit Werten in V_n), für die (5.4) gilt.

Die Differentialgleichung heißt **linear**, falls eine Vektorfunktion $\mathbf{v}_0(t)$ (**Inhomogenität**) und ein lineares, ² t-abhängiges Vektorfeld $\mathbf{T}_t(\mathbf{x})$ existieren mit

$$\mathbf{v}_t(\mathbf{x}) = \mathbf{v}_0(t) + \mathbf{T}_t(\mathbf{x}).$$

Die lineare Differentialgleichung heißt **homogen**, falls $\mathbf{v}_0 = 0$.

Anmerkungen:

- (i) Bei Darstellung in Spaltenschreibweise bzgl. einer Basis bezeichnet man (5.4) auch als ein *System von* (i.a. gekoppelten) *Differentialgleichungen 1. Ordnung*.
- (ii) Von der t-Abhängigkeit des Vektorfeldes $\mathbf{v}_t(\mathbf{x})$ kann man sich durch Erhöhung der Dimension des Vektorraumes befreien. Indem man nämlich bzgl. einer Basis $\{\mathbf{b}_1, \ldots, \mathbf{b}_{n+1}\}$

$$\mathbf{V}(\mathbf{X}) \stackrel{\text{def}}{=} \begin{pmatrix} v_{X^{n+1}/E}^1(X^1, \dots, X^n) \\ \vdots \\ v_{X^{n+1}/E}^n(X^1, \dots, X^n) \\ E \end{pmatrix} , \quad E \stackrel{\text{def}}{=} \text{ phys. Einh. v. } \mathbf{v}_t \,,$$

Version vom 26. März 2009

¹Während die sog. *gewöhnlichen Differentialgleichungen* nur Funktionen einer einzigen Variablen behandeln, stellen die sog. *partiellen Differentialgleichungen*, wie etwa die MAX-WELLschen Gleichungen, Beziehungen zwischen partiellen Ableitungen von Funktionen mehrerer Veränderlicher dar.

²Es gilt also $\mathbf{T}_t(\alpha \mathbf{x} + \beta \mathbf{y}) = \alpha \mathbf{T}_t(\mathbf{x}) + \beta \mathbf{T}_t(\mathbf{y})$.

wählt, ergibt sich

$$\begin{vmatrix}
\dot{\mathbf{X}}(t) = \mathbf{V}(\mathbf{X}(t)), \\
X^{n+1}(0) = 0
\end{vmatrix} \iff \begin{cases}
\dot{\mathbf{x}}(t) = \mathbf{v}_t(\mathbf{x}(t)) \\
\text{für } \mathbf{x}(t) = (X^1(t), \dots, X^n(t))^T.
\end{cases}$$

Beispiel: Der Impuls $\mathbf{p}(t)$ eines Elektrons im homogenen zeitabhängigen elektromagnetischen Feld $\mathbf{E}(t)$, $\mathbf{H}(t)$ genügt der vektoriellen, inhomogenen, linearen Differentialgleichung 1. Ordnung

$$\dot{\mathbf{p}}(t) = \mathbf{G}(t) + \mathbf{T}_t \Big(\mathbf{p}(t) \Big) , \quad \mathbf{G}(t) \stackrel{\text{def}}{=} q_{\text{e}} \mathbf{E}(t) , \quad T_t(\mathbf{p}) \stackrel{\text{def}}{=} \frac{q_{\text{e}}}{m_{\text{e}}} \mathbf{p} \times \mu_0 \mathbf{H}(t)$$

(im S.I. in nichtrelativistischer Näherung).

5.1.2 Eindeutigkeit von Lösungen

Satz 5.1.2

Gegeben:

- (i) n-dimensionaler euklidischer Vektorraum V_n
- (ii) $bzgl.\ t\ und\ \mathbf{x}\ gleichzeitig\ stetig\ differenzierbares\ t-abhängiges\ Vektorfeld\ \mathbf{v}_t(\mathbf{x})\ ""uber\ V_n$
- (iii) $\mathbf{x}_0 \in V_n$
- (iv) $Zeitpunkt t_0$
- (v) $\delta > 0$
- (vi) stetig differenzierbare Vektorfunktionen $\mathbf{x}_1(t)$, $\mathbf{x}_2(t)$ mit $\mathbf{x}_j(t_0) = \mathbf{x}_0$ und $\dot{\mathbf{x}}_j(t) = \mathbf{v}_t \left(\mathbf{x}_j(t)\right)$ für $||t t_0|| < \delta$, $j \in \{1, 2\}$

Behauptung: $\mathbf{x}_1(t) = \mathbf{x}_2(t) \text{ für } ||t - t_0|| < \delta$.

Beweisskizze: Für gegebenes t_0 und $\delta' > 0$ bezeichne $B_{t_0,\delta'}$ jeweils die Menge aller stetigen Vektorfunktionen $\boldsymbol{\xi}(t)$ über $U_{\delta'}(t_0)$ mit endlicher Norm

$$\|\boldsymbol{\xi}\|_{t_0,\delta'} \stackrel{\mathrm{def}}{=} \sup_{t \in U_{\delta'}(t_0)} |\boldsymbol{\xi}(t)| \ .$$

Für beliebig vorgegebene T, R ist dann die Einschränkung der Abbildung

$$\boldsymbol{\xi}(t) \longrightarrow \left(\hat{N}_{t_0,\mathbf{x}_0}\boldsymbol{\xi}\right)(t) \stackrel{\text{def}}{=} \mathbf{x}_0 + \int_{t_0}^t \mathbf{v}_{t'}\left(\boldsymbol{\xi}(t')\right) dt'$$

auf⁴

$$M_{t_0, \mathbf{x}_0, R} \stackrel{\text{def}}{=} \left\{ \boldsymbol{\xi} \in B_{t_0, \delta'} : \|\mathbf{x}_0 - \boldsymbol{\xi}\|_{t_0, \delta'} < R \right\}$$

____ Version vom 26. März 2009 ____

³Vgl. Übungsaufgabe 29.

 $^{^4}$ Hier identifizieren wir \mathbf{x}_0 mit der entspr. konstanten Funktion.

für hinreichend kleines $\delta' \in (0, \delta)$ kontrahierend bzgl. der Norm $\|.\|_{t_0, \delta'}$; d.h. es existiert ein $\lambda \in (0, 1)$ mit

$$\left\| \hat{N}_{t_0,\mathbf{x}_0} \boldsymbol{\xi} - \hat{N}_{t_0,\mathbf{x}_0} \boldsymbol{\eta} \right\|_{t_0,\delta'} \leq \lambda \left\| \boldsymbol{\xi} - \boldsymbol{\eta} \right\|_{t_0,\delta'} \quad \forall \, \boldsymbol{\xi}, \boldsymbol{\eta} \in M_{t_0,\mathbf{x}_0,R} \,.$$

Da andererseits aus (vi) entsprechend dem Hauptsatz der Integralrechnung

$$\hat{N}_{t_0,\mathbf{x}_0}\mathbf{x}_j(t) = \mathbf{x}_j(t)$$
 für $t \in U_{\delta'}(t_0), j \in \{1,2\}$

folgt, muß somit

$$\|\mathbf{x}_1 - \mathbf{x}_2\|_{t_0, \delta'} = 0$$

gelten, wenn R hinreichend groß gewählt war. Da die entspr
. Aussage offensichtlich auch für jeden anderen Zeitpunk
t $t_0' \in (t-\delta,t+\delta)$ anstelle von t_0 gilt, folgt somit die Behauptung.
 \blacksquare

Nachweis der Kontraktionseigenschaft: Aus (ii) und dem Mittelwertsatz der Differentialrechnung folgt

$$\mathbf{v}_{t'}\left(\boldsymbol{\xi}\right) - \mathbf{v}_{t'}\left(\boldsymbol{\eta}\right) = \mathbf{v}_{t'}\left(\boldsymbol{\eta} + r\mathbf{e}\right)|_{r=0}^{r=|\boldsymbol{\xi} - \boldsymbol{\eta}|}$$
$$= |\boldsymbol{\xi} - \boldsymbol{\eta}| \left(\mathcal{L}_{\mathbf{e}}\mathbf{v}_{t'}\right) \left(\boldsymbol{\eta} + r'\mathbf{e}\right), \quad \mathbf{e} \stackrel{\text{def}}{=} \frac{\boldsymbol{\xi} - \boldsymbol{\eta}}{|\boldsymbol{\xi} - \boldsymbol{\eta}|}$$

für geeignetes $r' = r'(t', \xi, \eta) \in [0, |\xi - \eta|]$. Für beliebige T, R genügt $\mathbf{v}_{\cdot}(.)$ im Gebiet

$$|t| < T, |\xi| < R, |\eta| < R$$

daher der sog. Lipschitz-Bedingung

$$|\mathbf{v}_{t}\left(\boldsymbol{\xi}\right) - \mathbf{v}_{t}\left(\boldsymbol{\eta}\right)| \leq C|\boldsymbol{\xi} - \boldsymbol{\eta}|$$

mit einer geeigneten Konstanten C=C(T,R). Daraus ergibt sich die Kontraktionseigenschaft gemäß

$$\begin{aligned} \|\boldsymbol{\xi} - \boldsymbol{\eta}\|_{t_0, \delta'} &= \sup_{t \in U_{\delta'}(t_0)} \left| \int_{t_0}^t \left(\mathbf{v}_{t'} \big(\boldsymbol{\xi}(t') \big) - \mathbf{v}_{t'} \big(\boldsymbol{\eta}(t') \big) \right) dt' \right| \\ &\leq \delta' \sup_{t' \in U_{\delta'}(t_0)} \left| \mathbf{v}_{t'} \big(\boldsymbol{\xi}(t') \big) - \mathbf{v}_{t'} \big(\boldsymbol{\eta}(t') \big) \right| . \quad \blacksquare \end{aligned}$$

Offensichtlich lassen sich δ' und λ sogar unabhängig von $t_0 \in T$ wählen!

5.1.3 Existenz der Flußlinien

Aus dem Beweis von Satz 5.1.2 erkennt man auch die Gültigkeit von

Satz 5.1.3

Gegeben: $V_n, \mathbf{v}_t(\mathbf{x}), \mathbf{x}_0$ wie in Satz 5.1.2

Behauptung: Es existieren ein **maximales**, offenes Zeitintervall I (i.d. Regel $I = \mathbb{R}$) mit $t_0 \in I$ sowie eine stetig differenzierbare Vektorfunktion $\mathbf{x}(t)$ über I mit $\mathbf{x}(t_0) = \mathbf{x}_0$ und

$$\dot{\mathbf{x}}(t) = \mathbf{v}_t \Big(\mathbf{x}(t) \Big) \quad \forall t \in I.$$

Wenn sich t einer **endlichen** Intervallgrenze von I (sofern eine solche überhaupt existiert) nähert, strebt $|\mathbf{x}(t)|$ gegen Unendlich.

Beweisskizze [Picard-Lindelöf-Verfahren]: Wir definieren

$$\boldsymbol{\eta}(t) \stackrel{\text{def}}{=} \mathbf{x}_0 \quad \forall t$$

und wählen R groß genug, daß

$$\left\| \boldsymbol{\eta} - \hat{N}_{t_0, \mathbf{x}_0} \boldsymbol{\eta} \right\|_{t_0, 1} < \frac{R}{2}$$

gilt. Gemäß Beweis zu Satz 5.1.2 existiert ein $\delta' \in (0,1)\,,$ für das

$$\left\| \hat{N}_{t_{0},\mathbf{x}_{0}}\boldsymbol{\xi}_{1} - \hat{N}_{t_{0},\mathbf{x}_{0}}\boldsymbol{\xi}_{2} \right\|_{t_{0},\delta'} \leq \frac{1}{2} \left\| \boldsymbol{\xi}_{1} - \boldsymbol{\xi}_{2} \right\|_{t_{0},\delta'} \quad \forall \, \boldsymbol{\xi}_{1} \,, \, \boldsymbol{\xi}_{2} \in M_{t_{0},\mathbf{x}_{0},R}$$

gilt. Mit der rekursiven Definition

$$\hat{N}_{t_0,\mathbf{x}_0}^0\boldsymbol{\xi} \stackrel{\text{def}}{=} \boldsymbol{\xi} \;, \quad \hat{N}_{t_0,\mathbf{x}_0}^{\nu+1}\boldsymbol{\xi} \stackrel{\text{def}}{=} N_{t_0,\mathbf{x}_0}\left(N_{t_0,\mathbf{x}_0}^{\nu}\boldsymbol{\xi}\right) \quad \text{für } \nu=1,2,3,\dots$$

gilt dann:

$$\begin{aligned} & \left\| \boldsymbol{\eta} - \hat{N}_{t_0, \mathbf{x}_0}^{\nu+1} \boldsymbol{\eta} \right\|_{t_0, \delta'} \\ & \leq \underbrace{\left\| \boldsymbol{\eta} - \hat{N}_{t_0, \mathbf{x}_0} \boldsymbol{\eta} \right\|_{t_0, \delta'}}_{\leq R/2} + \underbrace{\left\| \hat{N}_{t_0, \mathbf{x}_0} \boldsymbol{\eta} - \hat{N}_{t_0, \mathbf{x}_0}^2 \boldsymbol{\eta} \right\|_{t_0, \delta'}}_{\leq 2^{-1}R/2} + \ldots + \underbrace{\left\| \hat{N}_{t_0, \mathbf{x}_0}^{\nu} \boldsymbol{\eta} - \hat{N}_{t_0, \mathbf{x}_0}^{\nu+1} \boldsymbol{\eta} \right\|_{t_0, \delta'}}_{\leq 2^{-\nu}R/2} \end{aligned}$$

Daraus erkennt man, daß

$$\mathbf{x}(t) \stackrel{\text{def}}{=} \lim_{\nu \to +\infty} \left(\hat{N}_{t_0, \mathbf{x}_0}^{\nu} \boldsymbol{\eta} \right) (t) \quad \text{für } t \in U_{\delta'}(t_0)$$

als stetige⁵ Funktion über $U_{\delta'}(t_0)$ existiert und dort der Gleichung

$$\mathbf{x}(t) = \left(\hat{N}_{t_0, \mathbf{x}_0} \mathbf{x}\right)(t);$$

d.h. der Integralgleichung

Version vom 26. März 2009

$$\mathbf{x}(t) = \mathbf{x}_0 + \int_{t_0}^t \mathbf{v}_{t'}(\mathbf{x}(t')) dt' \quad \forall t \in U_{\delta'}(t_0)$$

⁵Ganz allgemein sind die Grenzwerte gleichmäßig konvergenter Folgen stetiger Funktionen auch stetige Funktionen, wie man leicht sieht.

genügt. Aus dieser Integralgleichung folgt

$$\mathbf{x}(t_0) = \mathbf{x}_0$$

sowie durch Differentiation:

$$\dot{\mathbf{x}}(t) = \mathbf{v}_t(\mathbf{x}(t)) \quad \forall t \in U_{\delta'}(t_0).$$

Es existiert also die gesuchte Lösung in einer Umgebung von $t=t_0$. Wenn diese Lösung bei maximaler Fortsetzung z.B. in Richtung wachsender t beschränkt bleibt, ergibt sich durch ständige Wiederholung des beschriebenen Verfahrens für wachsende Anfangszeiten eine Fortsetzung auf $[t_0, +\infty)$. Eine analoge Überlegung gilt für die linke Grenze von I.

5.2 Vektorielle Differentialgleichungen höherer Ordnung

5.2.1 2. Ordnung zur Orientierung

Als Prototyp einer (expliziten,⁶ gewöhnlichen) vektoriellen Differentialgleichung 2. Ordnung kann man die Bewegungsgleichung eines Massenpunktes m in einem Geschwindigkeits- und Zeit-abhängigem Kraftfeld⁷ \mathbf{F}_t ansehen:

$$m\ddot{\mathbf{x}}(t) = \mathbf{F}_t\left(\mathbf{x}(t), \dot{\mathbf{x}}(t)\right) \tag{5.5}$$

Das zugehörige Anfangswertproblem⁸ ist im Prinzip dasselbe, wie das in 5.1 behandelte. Mit den Definitionen⁹

$$\mathbf{X}(t) \stackrel{\text{def}}{=} (\mathbf{x}(t), \dot{\mathbf{x}}(t) \text{ Zeiteinh.}) \in V_{2n}$$

$$\mathbf{V}_t(\mathbf{X}(t)) \stackrel{\text{def}}{=} \left(\dot{\mathbf{x}}(t), \frac{1}{m} \mathbf{F}_t \left(\mathbf{x}(t), \dot{\mathbf{x}}(t) \right) \text{ Zeiteinh.} \right) \in V_{2n}$$

ist (5.5) nämlich äquivalent zu

$$\dot{\mathbf{X}}(t) = \mathbf{V}_t \left(\mathbf{X}(t) \right) \tag{5.6}$$

und die Anfangsbedingungen

Version vom 26. März 2009

$$\mathbf{x}(t_0) = \mathbf{x}_0 \,, \ \dot{\mathbf{x}}(t_0) = \mathbf{v}_0$$

sind äquivalent zu

$$\mathbf{X}(t_0) = (\mathbf{x}_0, \mathbf{v}_0 \operatorname{Zeiteinh.})$$

 $^{^6 \}textit{Explizit}$ heißt eine Differentialgleichung, wenn sie die höchste Ableitung durch die niedrigeren ausdrückt.

⁷Z.B. $\mathbf{F}_t(\mathbf{x}(t), \dot{\mathbf{x}}(t)) = q\Big(\mathbf{E}_t(\mathbf{x}(t)) + \dot{\mathbf{x}}(t) \times \mathbf{B}_t(\mathbf{x}(t))\Big)$

⁸Vgl. 3.3.2.

 $^{^9\}mathrm{Hierbei}$ sind $\mathbf{x}(t)$ und $\dot{\mathbf{x}}(t)$ formal als unabhängig zu betrachten. Siehe dazu 5.2.3.

5.2.2 Allgemeine Definition

Definition 5.2.1 Unter einer (expliziten, gewöhnlichen) vektoriellen Differentialgleichung N-ter Ordnung verstehen wir eine Gleichung der Form

$$\left(\frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}t}\right)^{N}\mathbf{x}(t) = \mathbf{F}_{t}\left(\mathbf{x}(t), \dot{\mathbf{x}}(t) \ Zeiteinh., \dots, \left(\frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}t}\right)^{N-1}\mathbf{x}(t) \ (Zeiteinh.)^{N-1}\right),$$

wobei $\mathbf{F}_t(\mathbf{x}_1, \dots, \mathbf{x}_N)$ eine t-abhängige V_n -wertige ¹⁰ Funktion der N Vektor-Variablen $\mathbf{x}_1, \dots, \mathbf{x}_N \in V_n$ ist. Als **Lösung** der Differentialgleichung bezeichnen wir jede N-mal stetig differenzierbare Vektorfunktion $\mathbf{x}(t)$ (mit Werten in V_n), die der Differentialgleichung genügt. Die Differentialgleichung heißt **linear**, falls eine Vektorfunktion $\mathbf{G}(t)$ (**Inhomogenität**) und **lineare** t-abhängige Vektorfelder $\mathbf{T}_{1,t}(\mathbf{x}), \dots, \mathbf{T}_{N,t}(\mathbf{x})$ über V_n existieren mit

$$\mathbf{F}_t\left(\mathbf{x}_1,\ldots,\mathbf{x}_N
ight) = \mathbf{G}(t) + \sum_{
u=1}^N \mathbf{T}_{
u,t}\left(\mathbf{x}_
u
ight) \,.$$

Die lineare Differentialgleichung heißt **homogen**, falls G(t) = 0 für alle t.

Anmerkungen:

- (i) Bei Darstellung in Spaltenschreibweise bzgl. einer Basis spricht man von einem **System von** (i.a. gekoppelten) **Differentialgleichungen** N-ter Ordnung.
- (ii) Eine skalare (d.h. n=1) lineare Differentialgleichung N-ter Ordnung ist also stets von der Form

$$\left(\frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}t}\right)^{N} x(t) = \underbrace{g(t)}_{\text{Inhom.}} + \sum_{\nu=1}^{N} q_{\nu}(t) \left(\frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}t}\right)^{\nu-1} x(t).$$

5.2.3 Rückführung auf Differentialgleichungen 1. Ordnung

Nach 5.2.1 ist klar, wie sich eine vektorielle Differentialgleichung N-ter Ordnung auf eine solche der Form (5.6) zurückführen läßt:

Mit dem Vektorfeld

Version vom 26. März 2009

$$\mathbf{V}_{t}\left(\mathbf{x}_{1},\ldots,\mathbf{x}_{N}\right)\stackrel{\text{def}}{=}\left(\mathbf{x}_{2},\ldots,\mathbf{x}_{N-1},\mathbf{F}_{t}\left(\mathbf{x}_{1},\ldots,\mathbf{x}_{N}\right)\cdot\left(\text{Zeiteinh.}\right)^{N}\right)/\text{Zeiteinh.}$$
(5.7)

 $^{^{10}}V_{n}$ bezeichnet wieder den $n\text{-}\mathrm{dimensionalen}$ euklidischen Vektorraum.

gilt

$$\begin{cases}
\mathbf{X}(t) = \left(\mathbf{x}(t), \dots, \left(\frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}t}\right)^{N-1} \mathbf{x}(t) \cdot (\mathrm{Zeiteinh.})^{N-1}\right), \\
\left(\frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}t}\right)^{N} \mathbf{x}(t) = \mathbf{F}_{t}\left(\mathbf{X}(t)\right), \\
\left(\left(\frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}t}\right)^{\nu} \mathbf{x}(t)\right)_{|_{t=t_{0}}} = (\mathrm{Zeiteinh.})^{-\nu} \mathbf{x}_{\nu} \text{ für } \nu = 0, \dots, N-1
\end{cases}$$

$$\iff \begin{cases}
\dot{\mathbf{X}}(t) = \mathbf{V}_{t}\left(\mathbf{X}(t)\right), \\
\mathbf{X}(t_{0}) = \left(\mathbf{x}_{0}, \dots, \mathbf{x}_{N-1}\right).
\end{cases}$$
(5.8)

Auf diese Weise lassen sich die Sätze 5.1.2 und 5.1.3 auf (vektorielle) Differentialgleichungen beliebiger Ordnung anwenden!

5.3 Lineare vektorielle Differentialgleichungen

5.3.1 Rückführung des homogenen Problems auf ein fundamentales Lösungssystem

Das allgemeine (also für bel. $\mathbf{X}(t_0)$) Anfangswertproblem

$$\mathbf{X}(t_0) = \mathbf{X}_0 \tag{5.9}$$

zur homogenen, linearen Differentialgleichung¹¹

$$\dot{\mathbf{X}}(t) = \mathbf{T}_t \left(\mathbf{X}(t) \right) \tag{5.10}$$

ist praktisch gelöst, wenn ein **fundamentales Lösungssystem** gefunden ist, ¹² d.h. ein Satz von N' Lösungen ¹³ $\mathbf{X}_1(t), \ldots, \mathbf{X}_{N'}(t)$ von (5.10) mit

$$\{\mathbf{X}_1(t_0), \dots, \mathbf{X}_{N'}(t_0)\} \text{ Basis von } V_{N'}$$

$$(5.11)$$

Die gesuchte Lösung von (5.9)/(5.10) ist dann nämlich nach (2.28):

$$\mathbf{X}(t) = \sum_{j=1}^{N'} \left(\mathbf{X}_0, \mathbf{X}^j \right) \mathbf{X}_j(t)$$
(5.12)

wobei: $\{\mathbf{X}^1,\dots,\mathbf{X}^{N'}\}\stackrel{\mathrm{def}}{=} \mathrm{zu}\ \{\mathbf{X}_1(t_0),\dots,\mathbf{X}_{N'}(t_0)\}$ reziproke Basis

Version vom 26. März 2009

$$\sum_{\nu=0}^{\infty} \frac{t^{\nu}}{\nu!} \underbrace{\mathbf{T}_t(\mathbf{T}_t \dots \mathbf{T}_t(\mathbf{X}_0) \dots)}_{\nu-\text{mal}} \text{ gegeben.}$$

 $^{^{11}\}mathbf{T}_{t}\left(\mathbf{X}(t)\right)$ ist also ein **lineares** Vektorfeld.

 $^{^{12}}$ Für zeitunabhängiges \mathbf{T}_t ist die Lösung des Anfangswertproblems direkt durch $\mathbf{X}(t) = \sum_{t}^{\infty} \mathbf{X}_t t^{\nu}$

 $^{^{13}}N' = N \cdot n$, vgl. (5.7).

In Verallgemeinerung von (2.34) läßt sich zeigen, daß (5.11) äquivalent dazu ist, daß die sog. Wronski-Determinante

$$\det\left(\mathbf{X}_{1}(t_{0}),\ldots,\mathbf{X}_{N'}(t_{0})\right)$$

des Fundamentalsystems zur Zeit t_0 von Null verschieden ist (siehe (7.31) und Lemma 7.3.8 von (Lücke, eine)). Aufgrund der entsprechenden Verallgemeinerung der Cramerschen Regel (siehe Aufgabe E16e) von (Lücke, eine)) sind die Entwicklungskoeffizienten in (5.12) durch

$$\left(\mathbf{X}_{0}, \mathbf{X}^{j}\right) = \frac{\det\left(\mathbf{X}_{1}(t_{0}), \dots, \mathbf{X}_{0}, \dots, \mathbf{X}_{N'}(t_{0})\right)}{\det\left(\mathbf{X}_{1}(t_{0}), \dots, \mathbf{X}_{j}(t_{0}), \dots, \mathbf{X}_{N'}(t_{0})\right)}$$
(5.13)

gegeben (Auswertung für den Fall (5.7) mit n=1 als Übungsvorschlag).

5.3.2 Rückführung des inhomogenen Problems auf das homogene

Wie in Übungsaufgabe 32 überzeugt man sich leicht davon, daß sich das allgemeine Anfangswertproblem zur inhomogenen, linearen Differentialgleichung

$$\dot{\mathbf{X}}(t) = \mathbf{G}(t) + \mathbf{T}_t \left(\mathbf{X}(t) \right) \tag{5.14}$$

auf dasjenige (nämlich (5.9)/(5.10)) der zugehörigen homogenen Gleichung zurückführen läßt, wenn man irgendeine **partikuläre** Lösung $\mathbf{X}_{part}(t)$ um den Zeitpunkt $t=t_0$ herum bereits kennt.¹⁴ Dann folgt nämlich aus der Linearität von \mathbf{T}_t , daß

$$\mathbf{X}_{\text{hom}}(t) \stackrel{\text{def}}{=} \mathbf{X}(t) - \mathbf{X}_{\text{part}}(t)$$
 (5.15)

genau dann die—nach Satz 5.1.2 eindeutige—Lösung des Anfangswertproblems

$$\mathbf{X}_{\text{hom}}(t_0) = \mathbf{X}_0 - \mathbf{X}_{\text{part}}(t_0) \tag{5.16}$$

zur homogenen Gleichung (5.10) ist, wenn $\mathbf{X}(t)$ die gesuchte Lösung von (5.9)/(5.14) ist.

Falls ein fundamentales Lösungssystem $\mathbf{X}_1(t), \dots, \mathbf{X}_{N'}(t)$ der homogenen Gleichung (5.10) bekannt ist, so ergibt sich daraus eine partikuläre Lösung von (5.14) durch *Variation der Konstanten* ($\mathbf{X}_0, \mathbf{X}^j$) in (5.12) in Abhängigkeit von t:

$$\mathbf{X}_{\mathrm{part}}(t) \stackrel{\mathrm{def}}{=} \sum_{j=1}^{N'} C_j(t) \mathbf{X}_j(t)$$

wobei: ¹⁵
$$C_j(t) \stackrel{\text{def}}{=} \text{Zeiteinh.}^{-1} \int_{t_0}^t \frac{\det \left(\mathbf{X}_1(t'), \dots, \mathbf{G}(t') \cdot \text{Zeiteinh.}, \dots, \mathbf{X}_{N'}(t') \right)}{\det \left(\mathbf{X}_1(t'), \dots, \mathbf{X}_j(t'), \dots, \mathbf{X}_{N'}(t') \right)} dt'$$
(5.17)

Beweis:

 $\dot{\mathbf{X}}_{\mathrm{part}}(t)$

$$= \sum_{j=1}^{N'} C_{j}(t)\dot{\mathbf{X}}_{j}(t) + \sum_{j=1}^{N'} \dot{C}_{j}(t)\mathbf{X}_{j}(t)$$

$$= \sum_{j=1}^{N'} C_{j}(t)\mathbf{X}_{j}(t)$$

$$= \sum_{$$

Man beachte, daß (5.17) auch die (eindeutige) Lösung des sog ${\it Einschaltproblems}$

$$(\mathbf{G}(t) = 0 \text{ für } t < t_0) \Longrightarrow (\mathbf{X}_{\text{part}}(t) = 0 \text{ für } t < t_0)$$
(5.18)

darstellt!

Bzgl. weiterer spezieller Lösungsmethoden siehe (Kamke, 1961; Kamke, 1965)

5.3.3 Anwendungsbeispiel: Gedämpfter harmonischer Oszillator mit äußerer Kraft

Die entsprechende Bewegungsgleichung ist von der Form

$$m \ddot{x}(t) + 2\rho \dot{x}(t) + \kappa x(t) = f(t)$$
. (5.19)

Da dies mit

$$F_t(X^1, X^2) \stackrel{\text{def}}{=} \frac{1}{m} (f(t) - \kappa X^1 - 2\rho X^2 / \text{Zeiteinh.})$$

die Form

$$\ddot{x}(t) = F_t(x(t), \dot{x}(t) \cdot \text{Zeiteinh.})$$

annimmt, ist (5.19) mit der Identifizierung

$$\mathbf{X}(t) \stackrel{\frown}{=} \begin{pmatrix} x(t) \\ \dot{\mathbf{x}}(t) \cdot \text{Zeiteinh.} \end{pmatrix}$$

nach 5.2.3 äquivalent zur linearen Differentialgleichung 1. Ordnung

$$\dot{\mathbf{X}}(t) = \mathbf{G}(t) + \mathbf{T}(\mathbf{X}(t)), \qquad (5.20)$$

Version vom 26. März 2009

 $^{^{15}}$ Nach Satz 5.1.2 muß (5.11) für 'alle' t gelten, wenn die Aussage für $t=t_0$ gilt.

wobei:16

$$\mathbf{G}(t) \stackrel{\mathrm{def}}{=} \begin{pmatrix} 0 \\ \frac{\mathrm{Zeiteinh.}}{m} f(t) \end{pmatrix} , \quad \mathbf{T}(\mathbf{X}) \stackrel{\mathrm{def}}{=} \begin{pmatrix} X^2/\mathrm{Zeiteinh.} \\ -\frac{\mathrm{Zeiteinh.}}{m} \kappa X^1 - \frac{2}{m} \rho X^2 \end{pmatrix} .$$

Für kleine Dämpfung, d.h. für

$$m \,\kappa > \rho^2 \ge 0 \tag{5.21}$$

ist ein fundamentales Lösungssystem von (5.20) durch

$$\mathbf{X}_1(t) \stackrel{\text{def}}{=} \begin{pmatrix} x_1(t) \\ \dot{x}_1(t) \cdot \text{Zeiteinh.} \end{pmatrix} , \quad \mathbf{X}_2(t) \stackrel{\text{def}}{=} \begin{pmatrix} x_2(t) \\ \dot{x}_2(t) \cdot \text{Zeiteinh.} \end{pmatrix}$$

und

$$x_1(t) \stackrel{\text{def}}{=} e^{-\rho t} \cos(\omega_0 t), \ x_2(t) \stackrel{\text{def}}{=} e^{-\rho t} \sin(\omega_0 t), \quad \text{mit} \ \omega_0 \stackrel{\text{def}}{=} \frac{1}{m} \sqrt{m \kappa - \rho^2}$$
 (5.22)

gegeben. 17 Die Entwicklungskoeffizienten der partikulären Lösung (5.17) von (5.20) sind also:

$$C_{1}(t) = \int_{t_{0}}^{t} \frac{\det \begin{pmatrix} 0 & e^{-\rho t'} \sin (\omega_{0} t') \\ \frac{1}{m} f(t') & e^{-\rho t'} (-\rho \sin (\omega_{0} t') + \omega_{0} \cos (\omega_{0} t')) \end{pmatrix}}{\det \begin{pmatrix} e^{-\rho t'} \cos (\omega_{0} t') \\ e^{-\rho t'} \cos (\omega_{0} t') & e^{-\rho t'} \sin (\omega_{0} t') \end{pmatrix}} dt'$$

$$= \frac{-1}{m \omega_{0}} \int_{t_{0}}^{t} f(t') \sin (\omega_{0} t') e^{+\rho t'} dt',$$

$$C_{2}(t) = \frac{+1}{m \omega_{0}} \int_{t_{0}}^{t} f(t') \cos (\omega_{0} t') e^{+\rho t'} dt'. \quad \text{(analoge Rechnung)}$$

Somit ist

 $x_{\text{part}}(t)$

$$= \frac{e^{-\rho t}}{m \omega_0} \left(\sin \left(\omega_0 t \right) \int_{t_0}^t f(t') \cos \left(\omega_0 t' \right) e^{+\rho t'} dt' - \cos \left(\omega_0 t \right) \int_{t_0}^t f(t') \sin \left(\omega_0 t' \right) e^{+\rho t'} dt' \right)$$

die Lösung des Einschaltproblems

$$\Big(f(t) = 0 \text{ für } t < t_0\Big) \implies \Big(x_{\text{part}}(t) = 0 \text{ für } t < t_0\Big)$$

zu (5.19) für den Fall (5.21).

Version vom 26. März 2009
$$\mathbf{\dot{x}}(t)$$

$$^{16}\mathbf{V}_{t}\left(\mathbf{X}(t)\right) \stackrel{\text{def}}{=} \mathbf{G}(t) + \mathbf{T}\left(\mathbf{X}(t)\right) = \begin{pmatrix} \dot{\mathbf{x}}(t) \\ F_{t}\left(\mathbf{X}(t)\right) \cdot \text{Zeiteinh.} \end{pmatrix} \text{ im Einklang mit (5.7)}.$$

$$^{17}\text{Vgl. Übungsaufgabe 34.}$$

Kapitel 6

Lineare partielle Differentialgleichungen

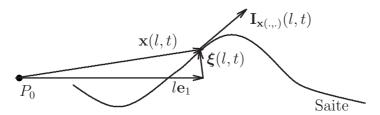
6.1 Kleine Schwingungen einer Saite

6.1.1 Bewegungsgleichung

Es soll die Bewegungsgleichung für die Schwingungen einer gespannten Saite in folgender Näherung abgeleitet werden:¹

- Der Biegewiderstand wird vernachlässigt, weil die Saite hinreichend dünn ist.
- Für die Zugkraft wird das Hooke*sche Gesetz* angenommen: Der Betrag der Zugkraft ist proportional zur relativen Längenänderung der Saite am jeweiligen Ort.
- Die ungespannte Saite ist homogen.

Im Gleichgewichtszustand ohne äußere Kraft befinde sich die Saite auf der Geraden parallel \mathbf{e}_1 durch den Bezugspunkt P_0 der Ortsvektoren. $\mathbf{x}(l,t)$ bezeichne jeweils den Ortsvektor zur Zeit t desjenigen Saitenquerschnitts, dessen Ortsvektor im Ruhezustand (ohne äußere Kraft) $l\mathbf{e}_1$ ist:



Die Auslenkung aus dem Gleichgewichtszustand wird also durch die Vektorfunktion

$$\boldsymbol{\xi}(l,t) \stackrel{\text{def}}{=} \mathbf{x}(l,t) - l\mathbf{e}_1$$
 (6.1)

Version vom 26. März 2009

1 Die Schwerkraft wird gegebenenfalls als äußere Kraft berücksichtigt.

gegeben. Die innere Kraft, mit der der Teil der Saite zu $l > l_0$ an dem Teil zu $l < l_0$ angreift,sei jeweils mit $\mathbf{I}_{\mathbf{x}(.,.)}(l_0,t)$ bezeichnet. Die Vektorsumme aller äußeren Kräfte, die auf das Teilstück zu $l_1 < l < l_2$ wirken, sei jeweils mit $\mathbf{F}(l_1,l_2;t)$ bezeichnet. Dann gilt für jedes solche Teilstück mit $l_2 > l_1$

$$\mu \int_{l_1}^{l_2} \left(\frac{\partial}{\partial t} \right)^2 \mathbf{x}(l,t) \, \mathrm{d}l = \mathbf{F}(l_1, l_2; t) + \mathbf{I}_{\mathbf{x}(.,.)}(l_2, t) - \mathbf{I}_{\mathbf{x}(.,.)}(l_1, t)$$

wobei:

$$\mu \stackrel{\text{def}}{=} \frac{\text{Masse eines Saitenstücks der Länge } L \text{ im Gleichgewichtszustand (ohne äußere Kräfte)}}{L}. \tag{6.2}$$

Nach Division durch l_2-l_1 und Grenzübergang $l_2\to l_1$ ergibt sich somit die Bewegungsgleichung

$$\mu \left(\frac{\partial}{\partial t}\right)^{2} \mathbf{x}(l,t) = \mathbf{f}(l,t) + \frac{\partial}{\partial l} \mathbf{I}_{\mathbf{x}(.,.)}(l,t), \qquad (6.3)$$

wobei

$$\mathbf{f}(l,t) \stackrel{\text{def}}{=} \lim_{\Delta l \to +0} \frac{\mathbf{F}(l,l+\Delta l;t)}{\Delta l}$$

die äußere Kraft pro l-Intervall bezeichnet. Es ist also nur noch $\mathbf{I}_{\mathbf{x}(.,.)}(l,t)$ zu bestimmen:

Die Länge des Saitenstücks zum Parameterbereich $[l - \Delta l, l]$ ist

$$L_1 = \Delta l$$

im Gleichgewichtszustand (ohne äußere Kräfte) und

$$L_1 + \Delta L = \int_{l-\Delta l}^{l} \left| \frac{\partial}{\partial l'} \mathbf{x}(l', t) \right| dl'$$

im gemäß $\mathbf{x}(.,t)$ ausgelenkten Zustand. Daher gilt²

$$\mathbf{I}_{\mathbf{x}(.,.)}(l,t) = \lim_{\Delta l \to +0} \left((E_1 - E_0) + \frac{E_1}{\Delta l} \left(\int_{l-\Delta l}^{l} \left| \frac{\partial}{\partial l'} \mathbf{x}(l',t) \right| dl' - \Delta l \right) \right) \frac{\frac{\partial}{\partial l} \mathbf{x}(l,t)}{\left| \frac{\partial}{\partial l} \mathbf{x}(l,t) \right|}$$

mit

 $E_0 \stackrel{\text{def}}{=} \text{Elastitätsmodul der entspannten Saite},$

 $E_1 \stackrel{\text{def}}{=}$ Elastitätsmodul der Saite im (gespannten) Gleichgewichtszustand,

und somit

$$\mathbf{I}_{\mathbf{x}(.,.)}(l,t) = \left((E_1 - E_0) + E_1 \left(\left| \frac{\partial}{\partial l} \mathbf{x}(l,t) \right| - 1 \right) \right) \frac{\frac{\partial}{\partial l} \mathbf{x}(l,t)}{\left| \frac{\partial}{\partial l} \mathbf{x}(l,t) \right|}.$$
 (6.4)

Version vom 26. März 2009

²Siehe Übungsaufgabe 81.

Wir wollen im folgenden die Schreibweise

$$f'(l,t) \stackrel{\text{def}}{=} \frac{\partial}{\partial l} f(l,t) , \quad \dot{f}(l,t) \stackrel{\text{def}}{=} \frac{\partial}{\partial t} f(l,t)$$

sowie das entsprechende für höhere Ableitungen und vektorwertige Funktionen verwenden. Mit

$$\begin{aligned} |\mathbf{x}'| &= & \sqrt{1 + 2\mathbf{e}_1 \cdot \boldsymbol{\xi}' + (\boldsymbol{\xi}')^2} \\ &\approx & 1 + \mathbf{e}_1 \cdot \boldsymbol{\xi}', \\ \frac{1}{|\mathbf{x}'|} &\approx & 1 - \mathbf{e}_1 \cdot \boldsymbol{\xi}', \\ \left(\frac{\mathbf{x}'}{|\mathbf{x}'|}\right)' &= & \underbrace{\frac{\mathbf{z}''}{\mathbf{x}''} |\mathbf{x}'| - \underbrace{\mathbf{x}'}_{\mathbf{x}'} (\mathbf{x}' \cdot \mathbf{x}'') / |\mathbf{x}'|}_{|\mathbf{x}'|^2} \\ &\approx & \underbrace{\boldsymbol{\xi}_{\perp}''} \stackrel{\text{def}}{=} \boldsymbol{\xi}'' - (\boldsymbol{\xi}'' \cdot \mathbf{e}_1) \, \mathbf{e}_1, \\ |\mathbf{x}'|' &= & \mathbf{x}'' \cdot \frac{\mathbf{x}'}{|\mathbf{x}'|} \\ &\approx & \underbrace{\boldsymbol{\xi}''}_{\mathbf{x}'} \cdot \mathbf{e}_1 \end{aligned}$$

gilt dann nach (6.4)

$$\mathbf{I}'_{\mathbf{x}(.,.)} \underset{\text{lin. Näh.}}{\approx} (E_1 - E_0) \boldsymbol{\xi}_{\perp}'' + E_1 (\boldsymbol{\xi}'' \cdot \mathbf{e}_1) \mathbf{e}_1$$

und somit für (6.3)

in linearer Näherung:
$$\left(\frac{1}{c_j}\frac{\partial}{\partial t}\right)^2 \xi^j(l,t) - \left(\frac{\partial}{\partial l}\right)^2 \xi^j(l,t) = \frac{1}{E_j} f^j(l,t) \quad \text{für } j = 1,2,3$$
 (6.5)

mit den Definitionen

$$c_j \stackrel{\text{def}}{=} \sqrt{\frac{E_j}{\mu}}, \quad E_2 \stackrel{\text{def}}{=} E_3 \stackrel{\text{def}}{=} E_1 - E_0.$$

und

$$\xi^j \stackrel{\text{def}}{=} \mathbf{e}_j \cdot \boldsymbol{\xi} , \quad f^j \stackrel{\text{def}}{=} \mathbf{e}_j \cdot \mathbf{f} ,$$

wobei $\{e_1, e_2, e_3\}$ eine beliebige Ergänzung von e_1 zu einer Orthonormalbasis ist.

Die Gleichungen für die *longitudinale Schwingung* ξ^1 und die *transversalen Schwingungen* ξ^2, ξ^3 sind also in linearer Näherung entkoppelt³ und dementsprechend unabhängig voneinander zu lösen.

Version vom 26. März 2009

³Weil wir die äußere Kraft als vom Schwingungszustand unabhängig vorausgesetzt haben.

6.1.2 Energiesatz und Anfangswertproblem

Alle drei Gleichungen in (6.5) haben die Form der 1-dimensionalen *inhomogenen* Wellengleichung

 $\hat{c}^{-2}\ddot{\Psi}(l,t) - \Psi''(l,t) = j(l,t), \qquad (6.6)$

deren allgemeine Lösung sich analog zum Vorgehen bei gewöhnlichen **linearen** Differentialgleichungen⁴ nach Auffinden einer partiellen Lösung auf die Lösung der **homogenen Wellengleichung**

$$\hat{c}^{-2} \ddot{\Psi}(l,t) - \Psi''(l,t) = 0 \tag{6.7}$$

zurückführen läßt.

Der Einfachheit halber sei angenommen, daß die Saite bei $l=l_1$ und $l=l_2$ fest eingespannt sei, also die $Randbedingungen^5$

$$\boxed{\Psi(l_1, t) = \Psi(l_2, t) = 0 \quad \forall t}$$
(6.8)

erfüllt seien, was natürlich

$$j(l_1, t) = j(l_2, t) = 0 \quad \forall t$$

voraussetzt. Dann ergibt sich durch partielle Integration⁶

$$\int_{l_1}^{l_2} \dot{\Psi}(l,t)\Psi''(l,t) dl = -\frac{1}{2} \int_{l_1}^{l_2} \frac{\partial}{\partial t} \left(\Psi'(l,t)\right)^2 dl$$

und somit nach Multiplikation von (6.7) mit $\mu \, \hat{c}^2 \, \dot{\Psi}(l,t)$ sowie Integration über l der Erhaltungssatz

$$(6.7) \implies \frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}t} E_{\Psi}(t) = 0, \qquad (6.9)$$

wobei

$$E_{\Psi}(t) \stackrel{\text{def}}{=} \underbrace{\frac{\mu}{2} \int_{l_1}^{l_2} \left(\dot{\Psi}(l,t)\right)^2 \, \mathrm{d}l}_{=E_{\Psi}^{\text{kin}}(t)} + \underbrace{\frac{\mu \, \hat{c}^2}{2} \int_{l_1}^{l_2} \left(\Psi'(l,t)\right)^2 \, \mathrm{d}l}_{=E_{\Psi}^{\text{pot}}(t)}$$
(6.10)

als Energie (des betrachteten Schwingungsfreiheitsgrads) zur Zeit t zu interpretieren ist. Wie beim harmonischen Oszillator⁷ folgt aus dem Energiesatz (6.9) die Eindeutigkeit der Lösung von (6.7) zu vorgegebenen Anfangswerten

$$\Psi(l,0) = g(l) , \quad \dot{\Psi}(l,0) = h(l) .$$
 (6.11)

Version vom 26. März 2009

⁴Siehe 5.3.2

 $^{^5}$ Geeignete Randbedingungen sind in der Tat notwendig, um die Lösung des Anfangswertproblems (6.7)/(6.11) eindeutig festzulegen. Auf die allgemeinsten Randbedingungen, die in diesem Sinne geeignet sind, sei hier nicht eingegangen.

⁶Siehe Gleichung (4.11)

⁷Siehe 3.5.1 und Übungsaufgaben 31,32.

Für je zwei Lösungen Ψ_1, Ψ_2 des Anfangswertproblems (6.7)/(6.11) mit den Randbedingungen (6.8) ist nämlich

$$\Psi(l,t) = \Psi_1(l,t) - \Psi_2(l,t)$$

eine Lösung von (6.7) zu den Anfangswerten

$$\Psi(l,0) = \dot{\Psi}(l,0) = 0 \quad \forall l,$$

und Randbedingungen (6.8), woraus mit (6.9)

$$E_{\Psi}(t) = 0 \quad \forall t$$

und somit gemäß (6.10)

$$\Psi(l,t) = 0 \quad \forall \, l, t$$

folgt.

6.1.3 Lösungen für die fest eingespannte Saite

Die Saite sei an den Punkten

$$l_1 = 0, l_2 = L$$
 (6.12)

eingespannt. Für natürliches n ist dann $\Psi(l,t) = \Phi_n(l,t)$ mit

$$\Phi_n(l,t) \stackrel{\text{def}}{=} \sin\left(n\frac{\pi}{L}l\right)\cos\left(n\,\omega_0 t\right) , \quad \omega_0 \stackrel{\text{def}}{=} \frac{\pi}{L}\hat{c}$$
(6.13)

jeweils Lösung 8 von (6.7)zu den Randbedingungen (6.8)und den Anfangsbedingungen

$$\Phi_n(l,0) = \sin\left(n\frac{\pi}{L}l\right) \quad \forall l,
\dot{\Phi}_n(l,0) = 0 \quad \forall l.$$
(6.14)

Entsprechend ist $\Psi(l,t) = \Psi_n(l,t)$ mit

$$\Psi_n(l,t) \stackrel{\text{def}}{=} \sin\left(n\frac{\pi}{L}l\right)\sin\left(n\,\omega_0 t\right) \tag{6.15}$$

jeweils Lösung von (6.7) zu den Randbedingungen (6.8) und den Anfangsbedingungen

$$\Psi_n(l,0) = 0 \qquad \forall l,
\dot{\Psi}_n(l,0) = n \omega_0 \sin\left(n\frac{\pi}{L}l\right) \forall l.$$
(6.16)

Hinsichtlich der üblichen Addition von Funktionen und Multiplikation mit reellen Zahlen bilden die Lösungen von (6.7)/(6.8)/(6.12) einen reellen Vektorraum V_{Saite} gemäß Definition 1.2.1. Man überzeugt sich leicht davon, daß die Vektoren Φ_n und

_____ Version vom 26. März 2009 _____

⁸Auf solche Lösungen führt der **Separationsansatz** $\Psi(l,t) = g(l)\chi(t)$.

 Ψ_n für natürliche n in V_{Saite} insgesamt linear unabhängig voneinander sind. Nach Lemma 1.2.6 kann V_{Saite} also nicht endlichdimensional sein. Auch bilden die Φ_n und Ψ_n keine Basis von V_{Saite} in dem Sinne, daß sich jedes Element von V_{Saite} als Linearkombination endlich vieler Φ_n und Ψ_n darstellen läßt (HAMEL-Basis). Dagegen werden wir mithilfe der FOURIER-Theorie zeigen, daß sich jede Lösung von (6.7)/(6.8) als unendliche Linearkombination der Φ_n und Ψ_n schreiben läßt.

Dazu beachten wir zweckmäßigerweise, daß jede (2-mal stetig differenzierbare) Lösung von (6.7)/(6.8)/(6.12) eine eindeutige (2-mal stetig differenzierbare) Fortsetzung zu beliebigen l erlaubt, die den Bedingungen

$$\Psi(l,t) = -\Psi(-l,t) \quad \forall l.t$$
(6.17)

und

$$\Psi(l+2L,t) = \Psi(l,t) \quad \forall l.t$$
(6.18)

genügt. Umgekehrt garantieren die Bedingungen (6.17)/(6.18) die Randbedingungen (6.8) für $[l_1, l_2] = [0, L]$. Statt (6.7) über [0, L] mit diesen Randbedingungen zu lösen, kann man also (6.7) über \mathbb{R} ·Längeneinheit mit den Zusatzbedingungen (6.17)/(6.18) lösen. Die allgemeine Lösung dafür ist nach D'ALEMBERT:

$$\Psi(l,t) = \Psi_f(l,t) \stackrel{\text{def}}{=} f(\hat{c}t - l) - f(\hat{c}t + l),$$
wobei $f(l) = f(l + 2L) \quad \forall l.$ (6.19)

Mit

$$f(l) = -\frac{1}{2} \left(g(l) + \frac{1}{\hat{c}} \int_0^l h(l') dl' \right)$$

sind dazu die Anfangsbedingungen (6.11) für ungerade, periodische g(l), h(l) erfüllt. Insbesondere gilt also

$$\Psi_f = \begin{cases} \Phi_n & \text{für } f(l) = -\frac{1}{2} \sin\left(n\frac{\pi}{L}l\right), \\ \Psi_n & \text{für } f(l) = +\frac{1}{2} \cos\left(n\frac{\pi}{L}l\right). \end{cases}$$

Außerdem erkennt man aus (6.19), daß \hat{c} der Betrag der Ausbreitungsgeschwindigkeit der fortschreitenden Saitenwellen ist.

6.2 FOURIER-Theorie

Die Ausführungen von 6.1.3 führen auf die Frage, welche 2L-periodischen Funktionen von l sich als unendliche Linearkombinationen der speziellen Funktionen sin $(n\frac{\pi}{L}l)$ und $\cos(n\frac{\pi}{L}l)$ schreiben lassen. Dabei ist es zweckmäßig, mit komplexen Zahlen zu arbeiten. Statt $\frac{\pi}{L}l$ werden wir zunächst ωt schreiben.

Version vom 26. März 2009 ——

9 Z.B. mithilfe des inneren Produktes $\langle f \mid g \rangle \stackrel{\text{def}}{=} \frac{1}{2L} \int_{-L}^{L} f(l)g(l) \, dl$.

6.2.1 FOURIER-Reihen

Definition 6.2.1 Eine komplexwertige Funktion f(t) heißt **stückweise stetig**, wenn sich jedes endliche Intervall so in endlich viele Teilintervalle zerlegen läßt, daß für jedes dieser Teilintervalle I folgende beiden Bedingungen erfüllt sind:

- (i) f(t) ist im Inneren von I stetig.
- (ii) Es existieren die Grenzwerte von $f(\inf(I) + \epsilon)$ und $f(\sup(I) \epsilon)$ für $\epsilon \to +0$.

Definition 6.2.2 Eine komplexwertige Funktion f(t) heißt **stückweise stetig differenzierbar**, wenn sich jedes endliche Intervall so in endlich viele Teilintervalle zerlegen läßt, daß für jedes dieser Teilintervalle I folgende beiden Bedingungen erfüllt sind:

- (i) Im Inneren von I existiert die Ableitung $\dot{f}(t)$ von f(t) und ist stetig.
- (ii) Es existieren die Grenzwerte von \dot{f} (inf(I) + ϵ) und \dot{f} (sup(I) ϵ) für $\epsilon \to +0$. Eine komplexwertige Funktion f(t) heißt **stückweise stetig differenzierbar**, wenn sie stückweise stetig und stückweise stetig differenzierbar ist.

Definition 6.2.3 Eine komplexwertige Funktion f(t) heißt **stückweise monoton**, wenn sich jedes endliche Intervall so in endlich viele Teilintervalle zerlegen läßt, daß f(t) im Inneren jedes dieser Teilintervalle monoton ist.

Definition 6.2.4 Man sagt, eine komplexwertige Funktion f(t) erfülle die DIRICH-LET-Bedingungen zur Periode $\frac{2\pi}{\omega}$, wenn folgende vier Aussagen gelten:

- (i) Für alle t gilt $f(t) = f\left(t + \frac{2\pi}{\omega}\right)$.
- (ii) f ist stückweise stetig.
- (iii) $\Re(f)$ und $\Im(f)$ sind stückweise monoton.

(iv) Für alle t gilt
$$f(t) = \frac{1}{2} \lim_{\Delta t \to +0} (f(t + \Delta t) + f(t - \Delta t))$$
.

Satz 6.2.5 Die komplexwertige Funktion f(t) genüge den DIRICHLETschen Bedingungen zur Periode $\frac{2\pi}{\omega}$. Mit den FOURIER**schen Entwicklungskoeffizienten** 10

$$c_{\nu}(f) \stackrel{\text{def}}{=} \frac{\omega}{2\pi} \int_{-\pi/\omega}^{+\pi/\omega} f(t) e^{-i\nu\omega t} dt \quad \text{für } \nu \in \mathbb{Z}$$
 (6.20)

_____ Version vom 26. März 2009 __

 $^{^{10}}$ Wie allgemein üblich, bezeichnen wir mit $\mathbb Z$ die Menge aller ganzen Zahlen.

gilt dann die Fouriersche Reihenentwicklung

$$f(t) = \lim_{n \to +\infty} \sum_{\nu = -n}^{+n} c_{\nu}(f) e^{i\nu\omega t} \quad \forall t \in \mathbb{R} \cdot \text{Zeiteinheit}.$$
 (6.21)

Die Konvergenz in (6.21) ist gleichmäßig über jedem abgeschlossenen Intervall I, über dem f stetig ist. 11 Falls f überall stetig ist und stückweise stetig differenzierbar, dann konvergiert (6.21) absolut und es gilt

$$c_{\nu}(f) = \frac{c_{\nu}(f)}{i\nu\omega} \quad \forall \nu \in \mathbb{Z}. \tag{6.22}$$

Beweis: Siehe Anhang B.

Indem wir nun wieder $\frac{\pi}{L}l$ statt ωt schreiben, wird (6.21) zu

$$f\left(\frac{\pi}{\omega L}l\right) = \lim_{n \to +\infty} \sum_{\nu=-n}^{+n} c_{\nu}(f) e^{i\frac{\nu\pi}{L}l} \quad \forall l \in \mathbb{R} \cdot \text{Längeneinheit}$$

und (6.20) zu

$$c_{\nu}(f) = \frac{1}{2L} \int_{-\frac{\pi}{\omega}}^{+\frac{\pi}{\omega}} f\left(\frac{\pi}{\omega L}l\right) e^{-i\frac{\nu\pi}{L}l} dl.$$

Damit ergibt sich für $\omega = \pi/L$

für ungerade
$$f$$
:
$$f(l) = 2i \sum_{\nu=1}^{\infty} c_{\nu}(f) \sin\left(\frac{\nu \pi}{L}l\right) \quad \forall l \in [-L, +L]$$
mit $c_{\nu} = -c_{-\nu}(f)$

$$= \frac{1}{2iL} \int_{-L}^{L} f(l) \sin\left(\frac{\nu \pi}{L}l\right) dl \quad \forall \nu \in \mathbb{Z}.$$
(6.23)

Entsprechend ergibt sich

für gerade
$$f$$
:
$$f(l) = c_0(f) + 2\sum_{\nu=1}^{\infty} c_{\nu}(f) \cos\left(\frac{\nu \pi}{L}l\right) \quad \forall l \in [-L, +L]$$
mit $c_{\nu} = c_{-\nu}(f)$

$$= \frac{1}{2L} \int_{-L}^{L} f(l) \cos\left(\frac{\nu \pi}{L}l\right) dl \quad \forall \nu \in \mathbb{Z}.$$

$$(6.24)$$

Version vom 26. März 2009

¹¹Dank der DIRICHLET-Bedingungen ist f dann für hinreichend kleines $\epsilon > 0$ auch über $U_{\epsilon}(I)$ stetig.

Für stetig differenzierbare f ist die Konvergenz in (6.23) und (6.24) nach Satz 6.2.5 absolut und gleichmäßig über [-L, L]. Daher läßt sich die (nach 6.1.2 eindeutige) Lösung $\Psi(l,t)$ der homogenen Wellengleichung (6.7) zu den Randbedingungen (6.8)/(6.12) und Anfangsbedingungen (6.11) für hinreichend gutartige g, h in der Form

$$\Psi(l,t) = 2i\sum_{n=1}^{\infty} \left(c_n(g)\Phi_n(l,t) + \frac{c_n(h)}{n\,\omega_0} \Psi_n(l,t) \right)$$

darstellen, wobei die $\Phi_n(l,t)$, $\Psi_n(l,t)$ die speziellen Lösungen aus 6.1.3 sind und die Anfangswertfunktionen g und h als ungerade Funktionen fortgesetzt zu denken sind (Beweis als Übungsvorschlag).

6.2.2 FOURIER-Integrale

Für $L \to +\infty$ bzw. $\omega \to 0$ geht die Fourier-Reihe in ein Fourier-Integral über:

Satz 6.2.6 Die komplexwertige Funktion f(t) genüge den DIRICHLETschen Bedingungen mit Ausnahme der Periodizitätsforderung (i) und sei absolut integrabel, d.h. es sei

$$\lim_{T \to +\infty} \int_{-T}^{T} |f(t)| \, \mathrm{d}t < \infty.$$

Dann existiert die sog. Fourier-Transformierte

$$\tilde{f}(\omega) \stackrel{\text{def}}{=} \frac{1}{\sqrt{2\pi}} \int_{-\infty}^{+\infty} f(t) e^{-i\omega t} dt \quad \forall \omega \in \mathbb{R}/Zeiteinheit$$
 (6.25)

und genügt der Bedingung

$$f(t) = \frac{1}{\sqrt{2\pi}} \lim_{\Omega \to +\infty} \int_{-\Omega}^{+\Omega} \tilde{f}(\omega) e^{i\omega t} d\omega \quad \forall t \in \mathbb{R} \cdot Zeiteinheit.$$
 (6.26)

Beweis: Siehe Anhang B.

Anmerkung: Zur (approximativen) numerischen Bestimmung des FOURIER-Integrals wird in der Praxis die sog. *schnelle* FOURIER-*Transformation* (FFT) — siehe z.B. Anhang A.1 von (Lücke, musi) — benutzt.

Für hinreichend gutartige f erkennt man leicht¹² die Gültigkeit des folgenden 'FOURIER-Vokabulars':

$f(t) = \frac{1}{\sqrt{2\pi}} \int \widetilde{f}(\omega) e^{+i\omega t} d\omega$	$\widetilde{f}(\omega) = \frac{1}{\sqrt{2\pi}} \int f(t)e^{-i\omega t} dt$	
c f(t)	$c \widetilde{f}(\omega)$	(F1)
	~ ~ ~	
$f_1(t) + f_2(t)$	$f_1(\omega) + f_2(\omega)$	(F2)
$\frac{\partial}{\partial t}f(t)$	$i\omega \widetilde{f}(\omega)$	(F3)
t f(t)	$i\frac{\partial}{\partial\omega}\widetilde{f}(\omega)$	(F4)
f(t+ au)	$e^{+i\omega\tau}\widetilde{f}(\omega)$	(F5)
$e^{-i\omega_0 t}f(t)$	$\widetilde{f}(\omega + \omega_0)$	(F6)
$(f(t))^*$	$\left(\widetilde{f}(-\omega)\right)^*$	(F7)
$\left(f(-x)\right)^*$	$\left(\widetilde{f}(\omega)\right)^*$	(F8)
$f(t) = e^{-\lambda t^2}$	$\widetilde{f}(\omega) = \frac{1}{\sqrt{2\lambda}} e^{-\frac{1}{4\lambda}\omega^2}$	(F9)
$\sqrt{2\pi}f_1(t)f_2(t)$	$\int \widetilde{f}_1(\omega')\widetilde{f}_2(\omega-\omega')\mathrm{d}\omega'$	(F10)
$\int f_1(t')f_2(t-t')\mathrm{d}t'$	$\sqrt{2\pi}\widetilde{f}_1(\omega)\widetilde{f}_2(\omega)$	(F11)
$\int f(t) \mathrm{d}t =$	$=\sqrt{2\pi}\widetilde{f}(0)$	(F12)

6.3 Feldgleichungen

6.3.1 Freie elektromagnetische Wellen

In der Vorlesung über klassische Elektrodynamik wird gezeigt werden, daß die Komponenten sowohl der elektrischen Feldstärke als auch der magnetischen Kraftflußdichte elektromagnetischer Strahlung der homogenen Wellengleichung

$$\left(\frac{1}{c}\frac{\partial}{\partial t}\right)^{2}\Psi(\mathbf{x},t) - \Delta\Psi(\mathbf{x},t) = 0$$
(6.27)

über dem \mathbb{R}^3 genügen, wobei c nun den Betrag der Lichtgeschwindigkeit im Vakuum bezeichnet. Anstelle von (6.8) verlangt man nun, daß die Lösungen $\Psi(\mathbf{x},t)$ zu jedem Zeitpunkt t für $\mathbf{x} \to \infty$ hinreichend schnell abfallen. Dann rechnet man mithilfe des GAUSSschen Satzes und (4.91) leicht nach, daß die analog (6.10) definierte 'Energie'

$$E_{\Psi} \stackrel{\text{def}}{=} \int_{\mathbb{R}^3} \left(\left(\frac{1}{c} \frac{\partial}{\partial t} \Psi(\mathbf{x}, t) \right)^2 + (\nabla \Psi(\mathbf{x}, t))^2 \right) dV_{\mathbf{x}}$$
 (6.28)

zeitlich konstant ist. Wie in 6.1.2 folgt daraus die Eindeutigkeit der Lösung des Anfangswertproblems

$$\Psi(\mathbf{x},0) = g(\mathbf{x}) , \quad \frac{\partial}{\partial t} \Psi(\mathbf{x},0) = h(\mathbf{x}) .$$
 (6.29)

Direkte Verallgemeinerung der D'ALEMBERTsche Lösung (6.19) von (6.7) liefert die speziellen Lösungen¹³

$$\Psi(\mathbf{x},t) = \Psi_{f,\mathbf{k}}(\mathbf{x},t) \stackrel{\text{def}}{=} f(c |\mathbf{k}| t - \mathbf{k} \cdot \mathbf{x}), \qquad (6.30)$$

von (6.27), die man als (nicht monochromatische) **ebene Wellen** bezeichnet. Dabei darf f natürlich nicht mehr periodisch sein, sondern sollte stattdessen im Unendlichen hinreichend schnell verschwinden. (6.27) stellt zwar nicht mehr die allgemeinste Lösung von (6.27) dar, aber die Resultate zum FOURIER-Integral zeigen, daß sich jede Lösung von (6.27) als (kontinuierliche) Überlagerung von Lösungen der Form (6.30) darstellen läßt:

$$\Psi(\mathbf{x},t) = (2\pi)^{-3/2} \int_{\mathbb{R}^3} \left(e^{+i|\mathbf{k}|ct} \widetilde{\Psi}_+(\mathbf{k}) + e^{-i|\mathbf{k}|ct} \widetilde{\Psi}_-(\mathbf{k}) \right) e^{i\mathbf{k}\cdot\mathbf{x}} \, dV_{\mathbf{k}}$$
(6.31)

mit

$$\widetilde{\Psi}_{\pm}(\mathbf{k}) \stackrel{\text{def}}{=} \frac{1}{2} \left(\widetilde{h}(\mathbf{k}) \pm \frac{\widetilde{g}(\mathbf{k})}{i |\mathbf{k}| c} \right) ,$$

ist offensichtlich die Lösung von (6.27) zu den Anfangsbedingungen (6.29), wobei

$$\widetilde{f}(\mathbf{k}) \stackrel{\text{def}}{=} (2\pi)^{-3/2} \int f(\mathbf{x}) e^{-i\mathbf{k}\cdot\mathbf{x}} dV_{\mathbf{k}}$$
 (6.32)

die direkte 3-dimensionale Verallgemeinerung der Fourier-Transformierten (6.25) ist.

6.3.2 Wärmeleitung

Die Lösung (6.31) von (6.27) hätte man mithilfe der FOURIERschen Integraltransformation auch systematisch ableiten können. Die Verfahren soll am Beispiel der Wärmeleitung erläutert werden:

Die Temperaturverteilung $u(\mathbf{x},t)$ eines homogenen, isotropen Körpers genügt — solange keine Wärmequellen (oder -Senken) vorhanden sind —der **Wärmeleitungsgleichung**

$$\frac{\partial}{\partial t}u(\mathbf{x},t) = D\,\Delta\,u(\mathbf{x},t)\,,\tag{6.33}$$

also der Diffusionsgleichung (4.57) mit der 'Diffusionskonstanten'

$$D = \frac{\text{W\"{a}rmeleitf\"{a}higkeit}}{\text{(spezifische W\"{a}rme)} \cdot \text{(Massendichte)}} \ .$$

 $^{^{13}}$ Antisymmetrie in ${\bf x}$ muß nicht mehr gefordert werden, da im Endlichen keine Randbedingungen gestellt sind.

Anmerkung: (6.33) entspricht der Kontinuitätsgleichung

$$\dot{\rho}(\mathbf{x},t) + \operatorname{div} \boldsymbol{\jmath}(\mathbf{x},t) = 0$$

für die Wärmestromdichte

$$\mathbf{j}(\mathbf{x},t) = -\operatorname{grad} u(\mathbf{x},t) \cdot \text{Wärmeleitfähigkeit}$$

und die räumliche Wärmemengendichte

$$\rho(\mathbf{x},t) = u(\mathbf{x},t) \cdot (\text{spezifische Wärme}) \cdot \text{Massendichte}.$$

Offensichtlich ist (6.33) – für hinreichend gutartige $u(\mathbf{x},t)$ – äquivalent zu der Gleichung

$$\frac{\partial}{\partial t}\widetilde{u}(\mathbf{k},t) = -D\left|\mathbf{k}\right|^{2}\widetilde{u}(\mathbf{k},t) \tag{6.34}$$

für die Fourier-Transformierte

$$\widetilde{u}(\mathbf{k},t) \stackrel{\text{def}}{=} (2\pi)^{-3/2} \int u(\mathbf{x},t) e^{-i\mathbf{k}\cdot\mathbf{x}} \, dV_{\mathbf{k}}$$

von $u(\mathbf{x},t)$ bzgl. \mathbf{x} . Die allgemeine Lösung von (6.34) ist

$$\widetilde{u}(\mathbf{k}, t) = e^{-D|\mathbf{k}|^2 t} \, \widetilde{u}(\mathbf{k}) \,,$$

wobei $u(\mathbf{k})$ beliebig ist. Die Lösung von (6.33) zu (hinreichend gutartig) vorgegebenem $u(\mathbf{x}, 0)$ ist also

$$u(\mathbf{x},t) = (2\pi)^{-3/2} \int e^{-D|\mathbf{k}|^2 t + i\mathbf{k} \cdot \mathbf{x}} \widetilde{u}(\mathbf{k}) \, dV_{\mathbf{k}}, \qquad (6.35)$$

mit

$$\widetilde{u}(\mathbf{k}) \stackrel{\text{def}}{=} (2\pi)^{-3/2} \int u(\mathbf{x}, 0) e^{-i\mathbf{k}\cdot\mathbf{x}} dV_{\mathbf{x}}.$$

Mit den Regeln zur FOURIER-Transformation folgt daraus für $t \ge 0$:

$$u(\mathbf{x},t) = (2\pi)^{-\frac{3}{2}} \int p_t(\mathbf{x}') u(\mathbf{x} - \mathbf{x}', 0) dV_{\mathbf{x}'},$$

wobei

$$p_t(\mathbf{x}') \stackrel{\text{def}}{=} (2\pi)^{-\frac{3}{2}} \int e^{-D|\mathbf{k}|^2 t} e^{i \mathbf{k} \cdot \mathbf{x}} dV_{\mathbf{k}}$$
$$= (D t)^{-\frac{3}{2}} e^{-\frac{|\mathbf{x}|^2}{4D t}}.$$

Im Einklang mit der physikalischen Interpretation gilt also

$$\left(u(\mathbf{x},0)\geq 0 \quad \forall \, \mathbf{x} \in \mathbb{R}^3\right) \qquad \Longrightarrow \qquad \left(u(\mathbf{x},t)\geq 0 \quad \forall \, \mathbf{x}\mathbb{R}^3, t>0\right).$$

Daß (6.35) für negative t i.a. **nicht** existiert, ist physikalisch durchaus plausibel (Irreversibilität des Wärmetransports).

Anhang A

Tensoren¹

A.1 Der Dualraum

A.1.1 Linearformen

Definition A.1.1 Unter einer **Linearform** über einem reellen Vektorraum V versteht man eine Zuordnung

$$\underbrace{\mathbf{v}}_{\in V} \longmapsto \underbrace{\Phi(\mathbf{v})}_{\text{reelle Zahl}},$$

die die Bedingung

$$\Phi(\alpha \mathbf{v}_1 + \beta \mathbf{v}_2) = \alpha \Phi(\mathbf{v}_1) + \beta \Phi(\mathbf{v}_2)$$

für alle $\mathbf{v}_1, \mathbf{v}_2 \in V$ und für alle reellen α, β erfüllt.

Definition A.1.2 Sein Φ_1, Φ_2 Linearformen über einunddemselben reellen Vektorraum V und sei γ eine beliebige reelle Zahl. Dann definiert man die Linearformen $\gamma \Phi_1$ und $\Phi_1 + \Phi_2$ durch:

$$\begin{array}{ccc} \left(\gamma \, \Phi_1 \right) \left(\mathbf{v} \right) & \stackrel{\mathrm{def}}{=} & \gamma \left(\Phi_1 (\mathbf{v}) \right), \\ \left(\Phi_1 + \Phi_2 \right) \left(\mathbf{v} \right) & \stackrel{\mathrm{def}}{=} & \Phi_1 (\mathbf{v}) + \Phi_2 (\mathbf{v}) \end{array} \right\} \forall \, \mathbf{v} \in V \, .$$

Lemma A.1.3 Sei V ein reeller Vektorraum. Dann ist die Menge V^* aller Linearformen über V mit der in Definition A.1.2 erklärten Multiplikation und Addition ebenfalls ein reeller Vektorraum, der sog. zu V duale Vektorraum (der Kovektoren).

Beweis: Offensichtlich.

Version vom 26. März 2009

1Siehe auch (Fischer und Kaul, 2003, Kap. II, § 8, Nr. 4)

A.1.2 Die duale Basis

Lemma A.1.4 Sei $\{\mathbf{b}_1, \ldots, \mathbf{b}_n\}$ eine Basis des n-dimensionalen reellen Vektorraumes V. Dann gibt es genau eine (Minimal-) Basis $\{\Phi^1, \ldots, \Phi^n\}$ von V^* , die sog. zu $\{\mathbf{b}_1, \ldots, \mathbf{b}_n\}$ duale Basis, mit

$$\Phi^j(\mathbf{b}_k) = \delta^j_k \quad \text{für } j, k = 1, \dots, n.$$

Beweis: Jeder Vektor $\mathbf{v} \in V$ läßt sich eindeutig in der Form

$$\mathbf{v} = \lambda^1 \, \mathbf{b}_1 + \ldots + \lambda^n \, \mathbf{b}_n$$

darstellen, weshalb die Definition

$$\Phi^j(\mathbf{v}) \stackrel{\mathrm{def}}{=} \lambda^j$$

erlaubt und notwendig ist. Man erkennt daraus auch unmittelbar, daß für beliebige $\Phi \in V^*$ die Darstellung

$$\Phi = \mu_1 \, \Phi^1 + \ldots + \mu_n \, \Phi^n$$

gilt, wobei die μ_i eindeutig und durch

$$\mu_i = \Phi(\mathbf{b}_i)$$

gegeben sind. ■

Folgerung A.1.5 Sei $\{\mathbf{b}_1, \ldots, \mathbf{b}_n\}$ eine Basis des n-dimensionalen reellen Vektorraumes V. Dann gilt für die zu $\{\mathbf{b}_1, \ldots, \mathbf{b}_n\}$ reziproke Basis $\{\mathbf{b}^1, \ldots, \mathbf{b}^n\}$ in V und die zu $\{\mathbf{b}_1, \ldots, \mathbf{b}_n\}$ duale Basis $\{\Phi^1, \ldots, \Phi^n\}$ in V^* der Zusammenhang

$$\Phi^{j}(\mathbf{v}) = (\mathbf{b}^{j}, \mathbf{v})$$
 für alle $\mathbf{v} \in V$ und $j = 1, \dots, n$.

Beweis: Folgt direkt aus Lemma A.1.4 und (2.30).

A.1.3 Basiswechsel

Lemma A.1.6

 ${\rm (i)} \quad \textit{n-dimensionaler reeller Vektorraum V} \;,$ Gegeben:

- (ii) reelle Zahlen λ_j^k , (iii) Basen $\{\mathbf{b}_1, \dots, \mathbf{b}_n\}$ und $\{\mathbf{b}'_1, \dots, \mathbf{b}'_n\}$ von V mit² $\mathbf{b}'_k \stackrel{\text{def}}{=} \lambda_k^l \mathbf{b}_l \quad \text{für } k = 1, \dots, n .$

Behauptung: Der Zusammenhang zwischen der zu $\{\mathbf{b}_1', \dots, \mathbf{b}_n'\}$ dualen Basis $\{\Phi'^1,\ldots,\Phi'^n\}$ und der zu $\{\mathbf{b}_1,\ldots,\mathbf{b}_n\}$ dualen Basis $\{\Phi^1,\ldots,\Phi^n\}$ ist durch

$$\Phi^j = \lambda_k^{\ j} \, \Phi'^k$$

und somit auch durch

$$\Phi'^{j} = \lambda^{j}_{k} \Phi^{k}$$

gegeben, wobei die λ^{j}_{k} eindeutig durch

$$\lambda_{j}^{l} \lambda_{k}^{j} = \delta_{k}^{l} \quad f \ddot{u} r \ j, k = 1, \dots, n$$
 (K6)

charakterisiert sind.

Beweisskizze: Die Gleichung $\Phi^j=\lambda_k^{\ j}\,\Phi'^k$ folgt aufgrund der Eindeutigkeit der Entwicklungskoeffizienten aus

$$\Phi^{j}(\mathbf{b}'_{r}) = \lambda_{r}^{l} \Phi^{j}(\mathbf{b}_{l})
= \lambda_{r}^{j}
= \lambda_{l}^{j} \Phi'^{k}(\mathbf{b}'_{r}).$$

Entsprechend folgt (K6) durch Einsetzen von $\Phi^{\prime j} = \lambda^j_k \Phi^k$ in $\Phi^l =$ $\lambda_i^l \Phi'^j$.

Allgemeine Tensoren A.2

A.2.1Definitionen

$$\lambda_k^l \mathbf{b}_l = \lambda_k^1 \mathbf{b}_1 + \lambda_k^2 \mathbf{b}_2 + \ldots + \lambda_k^n \mathbf{b}_n.$$

²Wir benutzen die Einsteinsche Summationskonvention: Wenn in einem Produkt einunddieselbe Variable einmal als oberer und einmal als unterer Index auftritt, dann ist darüber von 1 bis n zu summieren. Es gilt also z.B.

Definition A.2.1 Seien V_1, \ldots, V_N reelle Vektorräume. Dann versteht man unter einer **Multilinearform** über $V_1 \times \ldots \times V_N$ eine Zuordnung

$$\underbrace{\mathbf{v}_1}_{\in V_1} \underbrace{\mathbf{v}_2}_{\in V_2}, \dots, \underbrace{\mathbf{v}_N}_{\in V_N} \longrightarrow \underbrace{T(\mathbf{v}_1, \dots, \mathbf{v}_N)}_{\text{reelle Zahl}},$$

die die Bedingung

$$T(\mathbf{v}_1,\ldots,\alpha\,\mathbf{v}_j+\beta\,\mathbf{v}_j',\ldots,\mathbf{v}_n)=\alpha\,T(\mathbf{v}_1,\ldots,\mathbf{v}_N)+\beta\,T(\mathbf{v}_1,\ldots,\mathbf{v}_j',\ldots,\mathbf{v}_N)$$

für alle $j \in \{1, ..., N\}$, alle $\mathbf{v}'_j \in V_j$, alle $\mathbf{v}_k \in V_k$ (k = 1, ..., N) und alle reellen α, β erfüllt.

Definition A.2.2 Sei V ein reeller Vektorraum. Unter einem p-stufig kontravarianten und q-stufig kovarianten Tensor über V versteht man³ dann eine Multilinearform über $V_1 \times \ldots \times V_{p+q}$, sofern genau p der Vektorräume V_1, \ldots, V_{p+q} mit V^* , die übrigen mit V übereinstimmen. Im Falle q=0 spricht man auch von einem kontravarianten Tensor p-ter Stufe und im Falle p=0 von einem kovarianten Tensor q-ter Stufe. Unter einem Tensor q-stufe, auch Skalar genannt, versteht man eine reelle Zahl. Tensoren q-stufe nennt man auch q-stufen.

Definition A.2.3 Sei T ein Tensor der Stufe (p,q) über dem reellen Vektorraum V. Dann nennt man T symmetrisch, falls

$$T(\mathbf{v}_1,\ldots,\mathbf{v}_{p+q})=T\left(\mathbf{v}_{\pi(1)},\ldots,\mathbf{v}_{\pi(p+q)}\right)$$

für alle Permutationen π von $1, \ldots, p+q$ gilt, die die Bedingung

$$V_j = V \iff V_{\pi(j)} = V \quad \text{für } j = 1, \dots, p + q$$

erfüllen. Im Falle

$$T(\mathbf{v}_1, \dots, \mathbf{v}_{p+q}) = \operatorname{sign}(\pi) T(\mathbf{v}_{\pi(1)}, \dots, \mathbf{v}_{\pi(p+q)})$$

nennt man T antisymmetrisch.

Beispiele:

(i) Jedem Vektor $\mathbf{v} \in V$ entspricht (1-1-deutig) ein kontravarianter Tensor

$$T_{\mathbf{v}}(\Phi) \stackrel{\text{def}}{=} \Phi(\mathbf{v})$$
 für $\Phi \in V^*$

1. Stufe über V.

_____ Version vom 26. März 2009 _____

³Siehe z.B. (Naas und Schmid, 1967).

- (ii) jeder Kovektor $\Phi \in V^*$ ist ein kovarianter Tensor 1. Stufe über V.
- (iii) Das Skalarprodukt eines euklidischen reellen Vektorraumes V ist ein symmetrischer kovarianter Tensor 2. Stufe über V.
- (iv) Das Spat-Produkt eines 3-dimensionalen euklidischen reellen Vektorraumes V ist ein antisymmetrischer kovarianter Tensor 3. Stufe über V.
- (v) Jeder linearen Abbildung \mathbf{L} eines reellen Vektorraumes V in sich entspricht (1-1-deutig) ein 'gemischter' Tensor

$$T_{\mathbf{L}}(\Phi, \mathbf{v}) \stackrel{\text{def}}{=} \Phi(\mathbf{L}(\mathbf{v}))$$
 für $\Phi \in V^*, \mathbf{v} \in V$

der Stufe (1,1) über V.

Definition A.2.4 Sei V ein reeller Vektorraum. Seien weiterhin T_1, T_2 Tensoren über V der Stufe (p_1, q_1) bzw. (p_2, q_2) . Dann definiert man als Produkt (**Tensorprodukt**, im Falle $p_1 + q_1 = p_2 + q_2 = 1$ auch **dyadisches Produkt** genannt) die Multilinearform⁴

_____ Version vom 26. März 2009 ____

⁴Somit ist $T_1 \otimes T_2$ also ein Tensor der Stufe $(p_1 + p_2, q_1 + q_2)$ über V.

A.2.2 Komponenten-Darstellung von Tensoren

Lemma A.2.5

Gegeben: (i) $Ein\ n$ -dimensionaler reeller $Vektorraum\ V$,

- (ii) ein Tensor T über V der Stufe (p,q)mit $V_1, \ldots, V_p = V^*$ und $V_{p+1}, \ldots, V_{p+q} = V$,
- (ii) eine Basis $\{\mathbf{b}_1, \dots, \mathbf{b}_n\}$ von V.

Behauptung: Für alle reellen Zahlen μ_k^r , μ_s^k $(r=1,\ldots,p\,,\ s=1,\ldots,q\,;\ k=1,\ldots,n)$ gilt

$$T\left(\mu_{k_1}^1 \Phi^{k_1}, \dots, \mu_{k_p}^p \Phi^{k_p}, \mu_1^{j_1} \mathbf{v}_{j_1}, \dots, \mu_q^{j_q} \mathbf{v}_{j_q}\right) = \mu_{k_1}^1 \cdots \mu_{k_p}^p \mu_1^{j_1} \cdots \mu_q^{j_q} T^{k_1 \dots k_p}_{j_1 \dots j_q},$$

wobei die reellen Zahlen $T^{k_1...k_p}_{j_1...j_q}$, die sog. **Komponenten** von T bzgl. der Basis $\{\mathbf{b}_1, \ldots, \mathbf{b}_n\}$ eindeutig und durch

$$T^{k_1...k_p} \stackrel{\text{def}}{=} T\left(\Phi^{k_1}, \dots, \Phi^{k_p}, \mathbf{b}_{j_1}, \dots, \mathbf{b}_{j_q}\right)$$

gegeben sind.⁵

Beweis: Offensichtlich.

Beispiele:

(i) Für $\mathbf{v} \in V$ gilt⁶

$$(T_{\mathbf{v}})^k = \Phi^k(\mathbf{v})$$
 für $k = 1, \dots, n$.

(ii) Für $\Phi \in V^*$ gilt

$$(T_{\Phi})_j = \Phi(\mathbf{b}_j)$$
 für $j = 1, \dots, n$.

(iii) Falls die lineare Abbildung $\mathbf L$ von V in V durch

$$\mathbf{L}(\mathbf{b}_j) = \lambda_j^k \mathbf{b}_k$$
 für $j = 1, \dots, n$

charakterisiert ist, gilt

$$(T_{\mathbf{L}})_{j}^{k} = \lambda_{j}^{k}$$
 für $j, k = 1, \dots, n$.

⁵Wie in A.1.2 bezeichnet $\{\Phi^{k_1}, \dots, \Phi^{k_p}\}$ die zu $\mathbf{b}_1, \dots, \mathbf{b}_n$ duale Basis.

⁶Vgl. Beispiel (i) in A.2.1.

Für einen Tensor entsprechend Lemma A.2.5 gilt offensichtlich:

$$T = T^{k_1 \dots k_p}_{j_1 \dots j_q} T_{\mathbf{b}_{k_1}} \otimes \dots \otimes T_{\mathbf{b}_{k_p}} \otimes T_{\Phi^{j_1}} \otimes \dots \otimes T_{\Phi^{j_q}}.$$

Die Gesamtheit dieser Vektoren (zu festen n, p, q) bildet einen reellen Vektorraum der Dimension n^{p+q} .

Lemma A.2.6

Gegeben: (i) $ein\ n$ -dimensionaler reeller $Vektorraum\ V$,

(ii) ein Tensor T über V der Stufe (p,q) mit $V_1 = \ldots = V_p = V^*$ und $V_{p+1} = \ldots = V_{p+q} = V$,

(iii) eine Basis $\{\mathbf{b}_1, \dots, \mathbf{b}_n\}$ von V.

(iv) reelle Zahlen λ_j^k mit $\det \left(\lambda_j^k\right) \neq 0$.

Behauptung: Der Zusammenhang zwischen den Komponenten $T'^{k_1...k_p}_{j_1...j_q}$ von T bzgl. der neuen Basis der

$$\mathbf{b}_{j}' \stackrel{\text{def}}{=} \lambda_{j}^{k} \mathbf{b}_{k} \quad f \ddot{u} r \ j = 1, \dots, n$$

und den Komponenten $T^{k_1...k_p}_{j_1...j_q}$ von T bzgl. der Basis $\{\mathbf{b}_1,\ldots,\mathbf{b}_n\}$ ist geben durch

$$T'_{j_1...j_q}^{k_1...k_p} = \lambda_{l_1}^{k_1} \cdots \lambda_{l_p}^{k_p} \lambda_{j_1}^{m_1} \cdots \lambda_{j_q}^{m_q} T_{m_1...m_q}^{l_1...l_p},$$

wobei die $\lambda^k_{\ i}$ wieder durch (K6) eindeutig charakterisiert sind.

Beweis: Direkte Folge von Lemma A.1.6 und Lemma A.2.5. \blacksquare

Anmerkung: Entsprechendes gilt für andere Anordnungen von V und V^* in der Folge V_1, \ldots, V_{p+q} . Z.B. definiert man für den Tensor T der Stufe (2,3) im Falle $V_1 = V_4 = V^*$, $V_2 = V_3 = V_5 = V$:

$$T^{k_1}_{j_1j_2}{}^{k_2}_{j_3} \stackrel{\text{def}}{=} T\left(\Phi^{k_1}, \mathbf{b}_{j_1}, \mathbf{b}_{j_2}, \Phi^{k_2}, \mathbf{b}_{j_3}\right)$$

für $k_1, k_2, j_1, j_2, j_3 \in \{1, \dots, n\}$. Dann gilt entsprechend:

$$T'^{\,k_1 \quad k_2 \atop j_1 j_2 \quad j_3} = \lambda^{k_1}_{\ l_1} \lambda_{j_1}^{\ m_1} \lambda_{j_2}^{\ m_2} \lambda^{k_2}_{\ l_2} \lambda_{j_3}^{\ m_3} T^{l_1}_{\ m_1 m_2 \quad m_3}^{\ l_2} \,.$$

Folgerung A.2.7 Im Falle $p, q \ge 1$ gibt es unter den Voraussetzungen von Lemma A.2.6 einen Tensor \hat{T} der Stufe (p-1,q-1), dessen Komponenten $\hat{T}^{k_1...k_{p-1}}_{j_1...j_{q-1}}$ bzgl. $\{\mathbf{b}_1,\ldots,\mathbf{b}_n\}$ aus denen von T durch sog. Kontraktion der Indizes k_p und j_q hervorgehen:

$$\hat{T}^{k_1...k_{p-1}}_{j_1...j_{q-1}} = T^{k_1...k_p}_{j_1...j_{q-1}k_p}.$$

Beweis: Direkte Folge von Lemma A.2.6 und (K6). ■

A.2.3 Natürliche Zuordnungen

Nach Beispiel (i) von A.2.1 lassen sich die Vektoren $\mathbf{v} \in V$ in natürlicher Weise eineindeutig den kovarianten Tensoren 1. Stufe über V zuordnen; weshalb vielfach beide Begriffe synonym benutzt werden. Entsprechendes gilt gemäß Beispiel (v) von A.2.1 für den Zusammenhang zwischen den linearen Abbildungen von V in V und den Tensoren der Stufe (1,1) über V.

Wenn V euklidisch ist, dann liefert das Skalarprodukt nach Folgerung A.1.5 auf natürliche Weise eine eineindeutige (strukturerhaltende) Zuordnung zwischen den Elementen von V^* und V. Daraus folgt eine natürliche Zuordnung zwischen Tensoren über V zu gleichem p+q.

Lemma A.2.8

Gegeben: (i) ein n-dimensionaler, euklidischer (reeller) Vektorr. V,

(ii) ein Tensor T über V der Stufe (p, q), wobei $V_1 = \dots = V_n = V^*$.

wobei $V_1 = \ldots = V_p = V^*$, (iii) eine Basis $\{\mathbf{b}_1, \ldots, \mathbf{b}_n\}$ von V.

1. Behauptung: Die Zuordnung⁷

$$\underbrace{\Psi^{1}, \dots, \Psi^{p+1}}_{\in V^{*}}, \underbrace{\mathbf{v}_{2}, \dots, \mathbf{v}_{q}}_{\in V} \longmapsto T\left(\Psi^{1}, \dots, \Psi^{p}, \Psi^{p+1}\left(\mathbf{b}^{j}\right) \mathbf{b}_{j}, \mathbf{v}_{2}, \dots, \mathbf{v}_{q}\right)$$

ist von der speziellen Wahl der Basis $\{\mathbf{b}_1, \ldots, \mathbf{b}_n\}$ unabhängig und stellt (im Falle q > 0) einen Tensor der Stufe (p + 1, q - 1) über V dar, dessen Komponenten bzgl. $\{\mathbf{b}_1, \ldots, \mathbf{b}_n\}$ konventionsgemäß mit

$$T^{k_1\dots k_{p+1}}_{j_2\dots j_q}$$

bezeichnet werden, um den engen Zusammenhang mit T zu betonen.

2. Behauptung: Die Zuordnung⁸

$$\underbrace{\Psi^{1}, \dots, \Psi^{p-1}}_{\in V^{*}}, \underbrace{\mathbf{v}_{q+1}, \mathbf{v}_{1}, \dots, \mathbf{v}_{q}}_{\in V} \longmapsto T\left(\Psi^{1}, \dots, \Psi^{p-1}, (\mathbf{b}_{j}, \mathbf{v}_{q+1}) \Phi^{j}, \mathbf{v}_{1}, \dots, \mathbf{v}_{q}\right)$$

ist von der speziellen Wahl der Basis $\{\mathbf{b}_1, \dots, \mathbf{b}_n\}$ unabhängig und stellt (im Falle p > 0) einen Tensor der Stufe (p - 1, q + 1) über V dar, dessen Komponenten bzgl. $\{\mathbf{b}_1, \dots, \mathbf{b}_n\}$ konventionsgemäß mit

$$T^{k_1\dots k_{p-1}}_{j_1\dots j_{q+1}}$$

bezeichnet werden.

Version vom 26. März 2009

 $^{^7 \}text{Hier}$ bezeichnet $\left\{\mathbf{b}^1,\dots,\mathbf{b}^n\right\}$ wieder die zu $\left\{\mathbf{b}_1,\dots,\mathbf{b}_n\right\}$ reziproke Basis.

⁸Hier bezeichnet $\{\Phi^1,\ldots,\Phi^m\}$ wieder die zu $\{\mathbf{b}_1,\ldots,\mathbf{b}_n\}$ duale Basis.

⁹Die Bezeichnungsweise ist konsistent: Herunterziehen eines zuvor heraufgezogen Indexes — bzw. umgekehrt — führt auf die ursprünglichen Komponenten zurück.

Beweis: Der Tensorcharakter der angegebenen Zuordnungen ist evident. Es ist also nur die Basisunabhängigkeit der Definitionen, d.h. von $\Psi^{p+1}(\mathbf{b}^j)\mathbf{b}_j$ und $(\mathbf{b}_j,\mathbf{v}_{q+1})\Phi^j$ zu zeigen. Das folgt aber aus

$$\mathbf{b}'_{j} = \lambda_{j}^{k} \mathbf{b}_{k} \iff \mathbf{b}'^{j} = \lambda_{k}^{j} \mathbf{b}^{k} \\ \iff \Phi'^{j} = \lambda_{k}^{j} \Phi^{k},$$

wobei der Zusammenhang zwischen den $\lambda_j^{\ k}$ und den $\lambda_j^{\ l}$ durch (K6) bzw. durch

$$\lambda_i^{\ k} \, \lambda_l^j = \delta_l^k$$

gegeben ist. 10

Anmerkung: Durch Mehrfachanwendung der in Lemma A.2.8 angegebenen Vorschrift sind natürlich auch die Tensoren mit den Komponenten

$$T^{k_1...k_{p'}}_{k_{p'+1}...k_pj_1...j_q}$$

(für beliebiges $p \in \{0, \dots, p-2\}$) und

$$T^{k_1\dots k_p j_1\dots j_{q'}}_{j_{q'+1}\dots j_q}$$

(für beliebiges $q \in \{0, \dots, q-2\}$)erklärt.

Folgerung A.2.9

 $\label{eq:Gegeben: Gegeben: Gegeben:$

(ii) eine Basis $\{\mathbf{b}_1, \dots, \mathbf{b}_n\}$ von V.

Behauptung: Für den sog. metrischen Tensor

$$g(\mathbf{v}_1, \mathbf{v}_2) \stackrel{\text{def}}{=} \underbrace{(\mathbf{v}_1, \mathbf{v}_2)}_{\text{Skalarprod.}}$$

gilt

$$g_{kj} = (\mathbf{b}_k, \mathbf{b}_j)$$
, $g_j^k = (\mathbf{b}^k, \mathbf{b}^l)$ g_{lj} , $g_j^{kj} = (\mathbf{b}^k, \mathbf{b}^j)$.

Beweis: Die erste Beziehung folgt direkt aus der Definition der Komponenten eines Tensors. Die zweite Beziehung folgt daraus mit

$$g^{k}_{j} = g\left(\Phi^{k}\left(\mathbf{b}^{l}\right)\mathbf{b}_{l}, \mathbf{b}_{j}\right)$$

$$= \Phi^{k}\left(\mathbf{b}^{l}\right)g_{lj}$$

$$= \left(\mathbf{b}^{k}, \mathbf{b}^{l}\right)g_{lj}$$
Folg. (A.1.5)

Version vom 26. März 2009

 $^{^{10}}$ Vgl. Lemma A.1.6 und Folgerung A.1.5.

und

$$\begin{array}{cccc} \left(\mathbf{b}^k, \mathbf{b}^l\right) \, \left(\mathbf{b}_l, \mathbf{b}_j\right) & = & \left(\mathbf{b}^k, \left(\mathbf{b}_l, \mathbf{b}_j\right) \mathbf{b}^l\right) \\ & = & \left(\mathbf{b}^k, \mathbf{b}_j\right) \\ & = & \delta_j^k \, . \end{array}$$

Die letzte Beziehung folgt aus

$$g^{kj} = g\left(\Phi^k\left(\mathbf{b}^l\right)\mathbf{b}_l, \Phi^j\left(\mathbf{b}^m\right)\mathbf{b}_m\right)$$

analog zur ersten mit Folgerung A.1.5.

Folgerung A.2.10 Unter den Voraussetzungen von Lemma A.2.8 gilt für die dort angesprochenen Tensorkomponenten (im Falle q > 0)

$$T^{k_1...k_{p+1}}_{j_2...j_q} = g^{k_{p+1}j_1} T^{k_1...k_p}_{j_1...j_q}$$

 $und\ (im\ Falle\ p>0)$

$$T^{k_1...k_{p-1}}_{j_1...j_{q+1}} = g_{j_1k_p} T^{k_1...k_p}_{j_1...j_q}$$

(die g_{jk} und g^{kj} sind wie in Folgerung A.2.9 definiert).

Beweis: Analog Folgerung A.2.9. ■

Anmerkung: Entsprechendes gilt für andere Anordnungen von V^* und V in der Folge V_1, \ldots, V_{p+q} . Z.B. ist einem Tensor der Stufe (2,3) über V mit den Komponenten $T^{k_1}_{j_1j_2}{}^{k_2}_{j_3}$ genau ein Tensor der Stufe (3,2) mit den Komponenten

$$T_{j_1 \ j_2}^{\ k_1 \ k_2 k_3} = g_{j_1 l} g^{k_1 m} g^{k_3 r} T^{l}_{m j_2}^{\ k_2}_{r}$$

bzgl. der Basis $\{\mathbf{b}_1, \dots, \mathbf{b}_n\}$ zugeordnet.

A.2.4 Physikalische Tensoren

Im Zusammenhang mit physikalischen Betrachtungen ist es oft zweckmäßig, auch das Produkt eines Tensors über V mit einer physikalischen Größeneinheit als Tensor (gleicher Stufe) über V zu bezeichnen. Wir beschränken uns hier auf 3-dimensionales V. Als Komponenten des neuen Tensors bzgl. der Basis $\{\mathbf{b}_1, \mathbf{b}_2, \mathbf{b}_3\}$ von V seien dann die mit der Größeneinheit multiplizierten Komponenten des ursprünglichen Tensors bezeichnet; z.B.

$$\hat{T}_{jkl} = \mathcal{V}(\mathbf{b}_1, \mathbf{b}_2, \mathbf{b}_3) \cdot \text{Volumeneinheit}$$

im Falle

$$\hat{T}(\mathbf{x}_1, \mathbf{x}_2, \mathbf{x}_3) \stackrel{\text{def}}{=} \mathcal{V}(\mathbf{x}_1, \mathbf{x}_2, \mathbf{x}_3) \cdot \text{Volumeneinheit} \quad \text{für } \mathbf{x}_1, \mathbf{x}_2, \mathbf{x}_3 \in V.$$

Unter Verwendung der in 1.1.5 besprochenen natürlichen Zuordnungen zwischen verschiedenen 3-dimensionalen physikalischen Vektorräumen lassen sich dann Tensoren auch in natürlicher Weise mit multilinearen Abbildungen über Sequenzen verschiedener 3-dimensionaler physikalischer Vektorräume identifizieren; z.B.:

$$T\left(\mathbf{v},\mathbf{F},\mathbf{x}\right) = T\left(\mathbf{v} \; \frac{\text{Längeneinh.}}{\text{Geschw.-Einh.}}, \mathbf{F} \; \frac{\text{Längeneinh.}}{\text{Krafteinh.}}, \mathbf{x}\right) \cdot \frac{\text{Geschw.-Einh.}}{\text{Längeneinh.}} \cdot \frac{\text{Krafteinh.}}{\text{Längeneinh.}} \; .$$

Die Regeln für das Herauf- und Herunterziehen von Tensorindizes entsprechend A.2.3 übertragen sich automatisch auf den so erweiterten Tensorbegriff.

A.3 Antisymmetrische Tensoren

A.3.1 Volumenformen

Definition A.3.1 Unter einer **Volumenform** über einem n-dimensionalen reellen Vektorraum V versteht man einen antisymmetrischen kovarianten Tensor n-ter Stufe über V.

Lemma A.3.2

Gegeben: (i) $ein\ n$ -dimensionaler reeller Vektorraum V,

- (ii) eine Basis $\{\mathbf{b}_1,\ldots,\mathbf{b}_n\}$ von V,
- (iii) eine reelle Zahl \mathcal{V}_0 .

Behauptung: Es existiert genau eine Volumenform V über V mit

$$\mathcal{V}(\mathbf{b}_1,\ldots,\mathbf{b}_n)=\mathcal{V}_0$$
,

nämlich diejenige mit den Komponenten

$$\mathcal{V}(\mathbf{b}_{k_1},\ldots,\mathbf{b}_{k_n}) = \epsilon_{k_1\ldots k_n}^{1\ldots n} \mathcal{V}_0$$

 $bzgl. \{\mathbf{b}_1, \dots, \mathbf{b}_n\}, wobei$

$$\epsilon_{k_{1}...k_{n}}^{j_{1}...j_{n}} \stackrel{\text{def}}{=} \begin{cases} +1 & falls\ (k_{1},\ldots,k_{n})\ gerade\ Permutation\ von\ (j_{1},\ldots,j_{n})\ ,\\ -1 & falls\ (k_{1},\ldots,k_{n})\ ungerade\ Permutation\ von\ (j_{1},\ldots,j_{n})\ ,\\ 0 & sonst\ . \end{cases}$$

Für beliebige

$$\mathbf{v}_j = \lambda_j^{\ k} \mathbf{b}_k \in V$$

190

gilt also

$$\mathcal{V}(\mathbf{v}_1,\ldots,\mathbf{v}_n) \stackrel{\text{def}}{=} \det \left(\lambda_j^{\ k}\right) \, \mathcal{V}_0 \,,$$

mit

$$\det\left(\lambda_j^{k}\right) \stackrel{\text{def}}{=} \lambda_1^{k_1} \cdots \lambda_n^{k_n} \epsilon_{k_1 \dots k_n}^{1 \dots n}.$$

Beweis: Offensichtlich. \blacksquare

Lemma A.3.3

Gegeben: (i) $ein\ n$ -dimensionaler reeller $Vektorraum\ V$,

(ii) eine nichttriviale Volumenform V über V,

(iii) Vektoren $\mathbf{v}_1, \dots, \mathbf{v}_n \in V$.

Behauptung: $V(\mathbf{v}_1, \dots, \mathbf{v}_n) = 0 \iff {\mathbf{v}_1, \dots, \mathbf{v}_n} \ linear \ abh \ddot{a}ngig.$

Beweis: Seien die $\mathbf{v}_1, \ldots, \mathbf{v}_n$ linear unabhängig. Dann ist $\{\mathbf{v}_1, \ldots, \mathbf{v}_n\}$ nach Lemma 1.2.6 eine Basis. Wenn \mathcal{V} aber für eine Basis verschwindet, muß \mathcal{V} nach Lemma A.3.2 für beliebige Argumente verschwinden. Nach Voraussetzungen (ii) müssen die $\mathbf{v}_1, \ldots, \mathbf{v}_n$ also linear abhängig sein, wenn $\mathcal{V}(\mathbf{v}_1, \ldots, \mathbf{v}_n) = 0$ gilt. Seien nun die $\mathbf{v}_1, \ldots, \mathbf{v}_n$ linear abhängig angenommen. Dann läßt sich einer der Vektoren, den wir o.B.d.A. mit \mathbf{v}_1 identifizieren können, als Linearkombination der übrigen schreiben:

$$\mathbf{v}_1 = \lambda^2 \mathbf{v}_2 + \ldots + \lambda^n \mathbf{v}_n$$
 für geeignete $\lambda^2, \ldots, \lambda^n \in \mathbb{R}$

(für n=1 ist das Lemma trivial). Dann gilt aber

$$\mathcal{V}(\mathbf{v}_1, \dots, \mathbf{v}_n) = \sum_{j=2}^n \lambda^j \mathcal{V}(\mathbf{v}_j, \dots, \mathbf{v}_n)$$
$$= \sum_{j=2}^n \lambda^j (-1)^j \mathcal{V}(\mathbf{v}_2, \dots, \mathbf{v}_j, \mathbf{v}_j, \dots, \mathbf{v}_n)$$

und somit $\mathcal{V}(\mathbf{v}_1,\ldots,\mathbf{v}_n)=0$ aufgrund der Antisymmetrie von \mathcal{V} .

Folgerung A.3.4

Gegeben: (i) $ein\ n$ -dimensionaler reeller Vektorraum V,

(ii) nichttriviale Volumenformen V_1, V_2 über V.

Behauptung: Entweder gilt für jede Basis $\{\mathbf{b}_1, \dots, \mathbf{b}_n\}$ von V

$$\mathcal{V}_1(\mathbf{b}_1,\ldots,\mathbf{b}_n)\mathcal{V}_2(\mathbf{b}_1,\ldots,\mathbf{b}_n)>0$$
,

oder es gilt für jede Basis $\{\mathbf{b}_1, \dots, \mathbf{b}_n\}$ von V

$$\mathcal{V}_1(\mathbf{b}_1,\ldots,\mathbf{b}_n)\mathcal{V}_2(\mathbf{b}_1,\ldots,\mathbf{b}_n)<0$$
.

Beweis: Folgt direkt aus Lemmata Lemma 2.7 und 2.8. ■

A.3.2 Orientierung endlichdimensionaler Vektorräume

Definition A.3.5 Unter einer **Orientierung** eines n-dimensionalen reellen Vektorraumes versteht man die Einteilung aller Minimalbasen in **Rechts-** und **Links-** systeme mithilfe einer nichttrivialen Volumenform V:

$$\{\mathbf{b}_1, \dots, \mathbf{b}_n\} \begin{cases} \textit{Rechtssystem} & \textit{falls } \mathcal{V}(\mathbf{b}_1, \dots, \mathbf{b}_n) > 0, \\ \textit{Linkssystem} & \textit{falls } \mathcal{V}(\mathbf{b}_1, \dots, \mathbf{b}_n) < 0 \end{cases}$$

(vgl. Folgerung von 2.2.1.)

Folgerung A.3.6 Die Orientierung eines n-dimensionalen reellen Vektorraumes ist bereits festgelegt, sobald für mindestens eine Minimalbasis gesagt ist, ob sie ein Rechts- oder ein Linkssystem ist.

Beweis: Folgt direkt aus Definition A.3.5 und Folgerung A.3.4. ■

Folgerung A.3.7 Für reelle Zahlen λ_i^k , μ_k^j (j, k = 1, ..., n) gilt stets

$$\det\left(\lambda_{j}^{l} \mu_{l}^{k}\right) = \det\left(\lambda_{j}^{k}\right) \det\left(\mu_{j}^{k}\right)$$

(auf der rechten Seite ohne Summation über gleiche Indizes).

Beweis: Man wähle eine Basis $\{\mathbf{b}_1, \dots, \mathbf{b}_n\}$ eines *n*-dimensionalen reellen Vektorraumes, eine Volumenform \mathcal{V} darüber mit $\mathcal{V}(\mathbf{b}_1, \dots, \mathbf{b}_n) = 1$ (nach Lemma A.3.2 stets möglich) und definiere:

$$\mathbf{c}_{j} \stackrel{\text{def}}{=} \mu_{j}^{k} \mathbf{b}_{k} : \mathbf{d}_{j} \stackrel{\text{def}}{=} \lambda_{j}^{k} \mathbf{c}_{k} = \left(\lambda_{j}^{l} \mu_{l}^{k}\right) \mathbf{b}_{k}.$$

Falls die \mathbf{c}_j linear abhängig sind, dann sind natürlich auch die \mathbf{d}_j linear abhängig und die Behauptung folgt direkt aus Lemmata A.3.2 und 2.1.7.

Andernfalls, wenn die \mathbf{c}_j linear unabhängig sind, also nach Lemma 1.2.6 eine Basis bilden, folgt gemäß Lemma A.3.2:

$$\det \left(\lambda_{j}^{l} \mu_{l}^{k}\right) = \mathcal{V}(\mathbf{d}_{1}, \dots, \mathbf{d}_{n})$$

$$= \det \left(\lambda_{j}^{k}\right) \mathcal{V}(\mathbf{c}_{1}, \dots, \mathbf{c}_{n})$$

$$= \det \left(\lambda_{j}^{k}\right) \det \left(\mu_{j}^{k}\right).$$

Lemma A.3.8

Gegeben: (i) $ein\ n$ -dimensionaler, reeller $euklidischer\ Vektorraum\ V$,

- (ii) eine Volumenform \mathcal{V} über V,
- (iii) zwei Orthonormalbasen $\{\mathbf{e}_j\}$, $\{\mathbf{e}'_i\}$ von V.

Behauptung: $|\mathcal{V}(\mathbf{e}_1,\ldots,\mathbf{e}_n)| = |\mathcal{V}(\mathbf{e}'_1,\ldots,\mathbf{e}'_n)|$.

Beweis: Zweifache Anwendung von Lemma 2.1.5 (für V' = V) liefert

$$\mathbf{e}_{i}^{\prime} = \lambda_{i}^{l} \mathbf{e}_{l} \tag{A.1}$$

$$= \lambda_i^{\ l} \mu_l^{\ k} \mathbf{e}_k' \tag{A.2}$$

mit

$$\lambda_j^k = (\mathbf{e}_k, \mathbf{e}_j') = (\mathbf{e}_j', \mathbf{e}_k) = \mu_k^{kj}.$$
 (A.3)

Aus (A.2) folgt mit Lemma 1.3

$$\lambda_j^l \mu_l^k = \delta_j^k \stackrel{\text{def}}{=} \begin{cases} 1 & \text{für } j = k, \\ 0 & \text{sonst.} \end{cases}$$

und somit

$$1 = \det\left(\lambda_{j}^{\ l} \mu_{l}^{\ k}\right) = \det\left(\lambda_{j}^{\ l} \mu_{l}^{\ k}\right) \det\left(\mu_{j}^{\ k}\right)$$

$$= \det\left(\lambda_{j}^{\ k}\right) \det\left(\mu_{j}^{\ k}\right)$$

$$= \left|\det\left(\lambda_{j}^{\ k}\right)\right|^{2},$$

$$(A.3)$$

insbesondere also

$$\left| \det \left(\lambda_j^{\ k} \right) \right| = 1 \,.$$

Mit (A.1) und Lemma A.3.2 folgt daraus die Behauptung.

Folgerung A.3.9

Gegeben: (i) ein n-dimensionaler, reeller euklidischer Vektorraum V,

(ii) eine Orientierung von V.

Behauptung: Es gibt genau eine Volumenform V über V, die wir die **natürliche** nennen wollen, die die Bedingungen

$$\mathcal{V}(\mathbf{e}_1, \dots, \mathbf{e}_n) = \begin{cases} +1 & falls \ \{\mathbf{e}_1, \dots, \mathbf{e}_n\} \ Rechtssystem, \\ -1 & falls \ \{\mathbf{e}_1, \dots, \mathbf{e}_n\} \ Linkssystem \end{cases}$$

für jede Orthonormalbasis $\{\mathbf{e}_1, \dots, \mathbf{e}_n\}$ von V erfüllt.

Beweis: Folgt direkt aus Lemma A.3.2, Folgerung A.3.4 und Lemma A.3.8. ■

Anmerkung: Üblicherweise benutzt man die Schreibweise

$$\det(\mathbf{v}_1,\ldots,\mathbf{v}_n) \stackrel{\text{def}}{=} \mathcal{V}(\mathbf{v}_1,\ldots,\mathbf{v}_n)$$

für die natürliche Volumenform $\mathcal V$.

A.3.3 Allgemeine antisymmetrische Tensoren

Im Hinblick auf Abschnitt A.2.3 können wir uns hier auf kovariante Tensoren beschränken. Einen antisymmetrischen Tensor der Stufe (0,q) bezeichnet man auch als q-Form.

Definition A.3.10 Seien V ein n-dimensionaler ein reeller Vektorraum, A eine a-Form über V und B eine b-Form über V. Dann definiert man das **äußere Produkt** $A \wedge B$ von A und B gemä β^{11}

$$(A \wedge B) (\mathbf{v}_1, \dots, \mathbf{v}_{a+b}) \stackrel{\text{def}}{=} \frac{1}{a!} \frac{1}{b!} \epsilon_{1 \dots a+b}^{j_1 \dots j_{a+b}} A (\mathbf{v}_{j_1}, \dots, \mathbf{v}_{j_a}) B (\mathbf{v}_{j_{a+1}}, \dots, \mathbf{v}_{j_{a+b}})$$

$$f \ddot{u} r \mathbf{v}_1, \dots, \mathbf{v}_{a+b} \in V.$$

Für beliebige $\Psi^1, \dots, \Psi^q \in V^*$ gilt entsprechend Definition A.3.10 also:¹²

$$\Psi^1 \wedge \ldots \wedge \Psi^q = \epsilon_{j_1 \ldots j_q}^{1 \ldots q} \, \Psi^{j_1} \otimes \ldots \otimes \Psi^{j_q} \,.$$

Als unmittelbare Folgerung hieraus ergibt sich:

Version vom 26. März 2009

¹¹Somit gilt hier: $A \wedge B = (-1)^{ab} B \wedge A$.

 $^{^{12}\}mathrm{Da}$ die Produkte \otimes und \wedge assoziativ sind, kann hier auf die Verwendung von Klammern verzichtet werden.

Lemma A.3.11

Gegeben: (i) $ein\ n$ -dimensionaler reeller $Vektorraum\ V$,

(ii) eine Basis $\{\mathbf{b}_1, \dots, \mathbf{b}_n\}$ von V,

(iii) eine natürliche Zahl q,

(iii) $eine\ q$ -Form $A\ \ddot{u}ber\ V$.

Behauptung: Mit der zu $\{\mathbf{b}_1,\ldots,\mathbf{b}_n\}$ dualen Basis $\{\Phi^1,\ldots,\Phi^n\}$ gilt:

$$A = \frac{1}{q!} A(\mathbf{b}_{j_1}, \dots, \mathbf{b}_{j_q}) \Phi^{j_1} \wedge \dots \wedge \Phi^{j_q}.$$

Die Gesamtheit aller q-Formen über einem n-dimensionalen reellen Vektorraum V bilden also einen reellen Vektorraum der Dimension $\binom{c}{q}$. Für q>n stellt die Abbildung auf 0 die einzige q-Form über V dar.

Lemma A.3.12

Gegeben: (i) $ein\ euklidischer\ reeller\ Vektorraum\ V$,

(ii) eine Basis $\{\mathbf{b}_1, \ldots, \mathbf{b}_n\}$ von V,

(iii) eine natürliche Volumenform \mathcal{V} über V,

(iv) eine q-Form A über V, $q \le n$.

Behauptung: Die durch

$$(*A)(\mathbf{v}_{q+1},\ldots,\mathbf{v}_n) \stackrel{\text{def}}{=} \frac{1}{q!} A(\mathbf{b}^{j_1},\ldots,\mathbf{b}^{j_q}) \mathcal{V}(\mathbf{b}_{j_1},\ldots,\mathbf{b}_{j_q},\mathbf{v}_{q+1},\ldots,\mathbf{v}_n)$$

$$f\ddot{u}r \mathbf{v}_{q+1},\ldots,\mathbf{v}_n \in V$$

gegebene n-q-Form *A ist von der Wahl der Basis $\{\mathbf{b}_1,\ldots,\mathbf{b}_n\}$ unabhängig.

Beweis: *A ist das $\frac{1}{q!}$ fache der q-fachen Kontraktion des Tensorprodukts von A und \mathcal{V} . Die Behauptung folgt also aus Folgerung A.2.7; bzw. direkt aus (K6).

Für (physikalisch) dimensionslose, rechtshändige Orthonormalbasen $\{\mathbf{e}_1, \dots, \mathbf{e}_n\}$ gilt entsprechend Lemma A.3.12 für den sog. HODGE-**Sternoperator** * offensichtlich

$$(*A)(\mathbf{e}_{q+1},\ldots,\mathbf{e}_n)=A(\mathbf{e}_1,\ldots,\mathbf{e}_q).$$

Daraus erkennt man, daß der Hodge-Sternoperator bis auf ein eventuelles Vorzeichen idempotent ist, d.h.

$$*(*A) = (-1)^{q(n-q)} A$$
,

$A.3.\ ANTISYMMETRISCHE\ TENSOREN$

195

und daß für n=3in Analogie zum Vektorprodukt

$$*(\Phi^1 \wedge \Phi^2) = \Phi^3$$

gilt.

Anhang B

Beweise zur Fourier-Theorie

B.1 Integral-Sinus und Folgen vom Typ δ

Der sog. Integral-Sinus

$$\operatorname{Si}(\lambda) \stackrel{\text{def}}{=} \int_0^{\lambda} \frac{\sin(\lambda')}{\lambda'} \, d\lambda' = \sum_{\nu=0}^{\infty} (-1)^{\nu} \frac{\lambda^{2\nu+1}}{(2\nu+1) \cdot (2\nu+1)!}$$

gehört zu den sog. 'nicht elementaren Funktionen', d.h. er läßt sich nicht durch eine Formel definieren, in der nur endlich viele algebraische oder trigonometrische Operationen mit der unabhängigen Variablen, der Funktion selbst und Konstanten ausgeführt werden. Der Grenzwert für $\lambda \to +\infty$ läßt sich dagegen exakt als Vielfaches von π angeben:

$$\lim_{\lambda \to +\infty} \int_0^{\lambda} \frac{\sin(\lambda')}{\lambda'} \, d\lambda' = \frac{\pi}{2} \,. \tag{B.1}$$

Beweisskizze zu (B.1): Durch Unterteilung des Integrationsbereichs an den Nullstellen von $\sin(\lambda')$ erkennt man leicht die Stetigkeit¹ von

$$h(\epsilon) \stackrel{\text{def}}{=} \int_0^\infty e^{-\epsilon \lambda'} \frac{\sin(\lambda')}{\lambda'} d\lambda' \quad \text{für } \epsilon \ge 0.$$

$$\frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}\lambda}\,\frac{1-e^{-\lambda}}{\lambda} = -\frac{1-(1+\lambda)e^{-\lambda}}{\lambda^2} < 0 \quad \forall\, \lambda > 0\,; \quad \mathrm{denn}\,\, 1+\lambda < e^\lambda = 1+\lambda+\frac{1}{2}\lambda^2+\dots$$

Version vom 26. März 2009

¹Man beachte, daß beschränkte, monotone Folgen stets konvergieren und daß auch $(1-e^{-\lambda})/\lambda$ für $\lambda>0$ monoton fallend ist:

Für $\epsilon > 0$ gilt darüber hinaus

$$\frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}\epsilon}h(\epsilon) = -\int_0^\infty e^{-\epsilon\lambda} \sin\lambda \,\mathrm{d}\lambda$$

$$= \frac{i}{2} \int_0^\infty \left(e^{-(\epsilon-i)\lambda} - e^{-(\epsilon+i)\lambda}\right) \,\mathrm{d}\lambda$$

$$= \frac{-1}{1+\epsilon^2}$$

und somit

$$h(\epsilon) = \frac{\pi}{2} - \arctan \epsilon \quad \forall \epsilon > 0,$$

wegen $\lim_{\epsilon \to +\infty} h(\epsilon) = 0$. Für $\epsilon \to +0$ ergibt sich damit die Behauptung.

Definition B.1.1 Eine Folge stückweise stetiger, beschränkter Funktionen $\delta_0(\lambda)$, $\delta_1(\lambda)$, $\delta_2(\lambda)$,... über \mathbb{R} bezeichnen wir als **Folge vom Typ** δ , wenn für jede stückweise stetige, beschränkte Funktion $f(\lambda)$ über \mathbb{R} und für alle reellen a, b mit a < 0 < b

 $\lim_{\nu \to +\infty} \int_a^b f(\lambda) \, \delta_{\nu}(\lambda) \, d\lambda = \lim_{\epsilon \to +0} \frac{f(+\epsilon) + f(-\epsilon)}{2}$

gilt.

Lemma B.1.2 Sei $g(\lambda)$ eine komplexwertige, stückweise stetige, beschränkte Funktion über \mathbb{R} , die folgenden beiden Bedingungen genügt:

(i)
$$g(\lambda) \ge 0 \quad \forall \, \lambda \in \mathbb{R} \,,$$

(ii)
$$\lim_{\lambda \to +\infty} \int_{-\lambda}^{0} g(\lambda') d\lambda' = \lim_{\lambda \to +\infty} \int_{0}^{+\lambda} g(\lambda') d\lambda' = \frac{1}{2}.$$

Dann ist

$$\delta_n(\lambda) \stackrel{\text{def}}{=} n g(n\lambda) \quad \text{für } n \in \mathbb{Z}_+, \ \lambda \in \mathbb{R}$$

eine Folge vom Typ δ .

Beweisskizze: Für beliebiges $\epsilon > 0$ und natürliches n existieren nach dem Mittelwertsatz der Integralrechnung geeignete

$$\lambda_{\epsilon,n}^- \in (-\epsilon,0) , \quad \lambda_{\epsilon,n}^+ \in (0,+\epsilon)$$

mit

$$\int_{-\epsilon}^{+\epsilon} f(\lambda) \, n \, g(n\lambda) \, \mathrm{d}\lambda = f(\lambda_{\epsilon,n}^-) \int_{-\epsilon}^0 n \, g(n\lambda) \, \mathrm{d}\lambda + f(\lambda_{\epsilon,n}^+) \int_0^{+\epsilon} n \, g(n\lambda) \, \mathrm{d}\lambda.$$

Wegen

$$\left| \int_{-\infty}^{+\infty} f(\lambda) \, n \, g(n\lambda) \, \mathrm{d}\lambda - \int_{-\epsilon}^{+\epsilon} f(\lambda) \, n \, g(n\lambda) \, \mathrm{d}\lambda \right|$$

$$\leq \sup_{\lambda' \in \mathbb{R}} |f(\lambda')| \left(\left(\frac{1}{2} - \int_{-\epsilon}^{0} n \, g(n\lambda) \, \mathrm{d}\lambda \right) + \left(\frac{1}{2} - \int_{0}^{+\epsilon} n \, g(n\lambda) \, \mathrm{d}\lambda \right) \right)$$

und

$$\lim_{n \to \infty} \int_{-\epsilon}^{0} n g(n\lambda) d\lambda = \lim_{n \to \infty} \int_{0}^{+\epsilon} n g(n\lambda) d\lambda = \frac{1}{2}$$

folgt daraus die Behauptung.

Nach (B.1) genügt

$$g(\lambda) = \frac{\sin \lambda}{\pi \lambda}$$

allen Anforderungen von Lemma B.1.2 mit Ausnahme der Positivitätsforderung (i). Daher² ist der Beweis von Lemma B.1.2 nicht übertragbar, aber

$$\delta_n(\lambda) = \frac{\sin(n\lambda)}{\pi\lambda}$$

ist dennoch eine Folge vom Typ δ , wie wir im nächsten Abschnitt zeigen werden.

B.2 DIRICHLETSche Formel

Definition B.2.1 Man sagt von einer (komplexwertigen) Funktion f(t), sie sei von **endlicher Variation** über [a,b], falls eine Konstante C existiert mit:

$$a \le t_0 < t_1 < \dots t_n \le b \implies \sum_{\nu=1}^n |f(t_\nu) - f(t_{\nu-1})| < C$$

(für alle natürlichen n). Das dabei kleinstmögliche C bezeichnet man als die **Totalvariation** $T_f[a,b]$ von f über [a,b].

Version vom 26. März 2009

2Leider divergiert auch $\int_{-\infty}^{+\infty} \left| \frac{\sin \lambda}{\pi \lambda} \right| d\lambda$.

Lemma B.2.2 Sei f(t) eine stetige komplexwertige Funktion endlicher Variation³ über [0, t']. Dann gilt für $a, b, c \in [0, t']$ stets

$$a \le b \le c \implies T_f[a, b] + T_f[b, c] = T_f[a, c] \tag{B.2}$$

und $T_f[0,t]$ ist eine stetige Funktion von t über [0,t'].

Beweisskizze: Die Additivitätseigenschaft (B.2) ist offensichtlich und bedingt, daß $T_f[a,b]$ für jeweils festes $a \in [0,t')$ eine monoton wachsende Funktion von $b \in [a,t']$ ist. Daher existiert ihr Grenzwert für $b \to a$, b > a. Da aufgrund der Stetigkeit von f zu jedem $b_{\nu} \in (a,t')$ ein $b_{\nu+1} \in (a,b_{\nu})$ existiert mit $T_f[b_{\nu+1},b_{\nu}] > \frac{1}{2} \lim_{\epsilon \to +0} T_f[a,a+\epsilon]$, muß wegen (B.2)

$$\lim_{\epsilon \to +0} T_f[a, a + \epsilon] = 0$$

gelten. Analog zeigt man

$$\lim_{\epsilon \to +0} T_f[b - \epsilon, b] = 0$$

für $b \in (0, t']$.

Satz B.2.3 (DIRICHLETsche Formel) Zu gegebenen $t', \omega > 0$ (entspr. phys. Dim.) existiert stets eine Nullfolge $\{\epsilon_{\lambda}\}_{{\lambda}\in\mathbb{R}}$ $\subset \mathbb{R}_{+}$, mit folgender Eigenschaft:

existiert stets eine Nullfolge $\{\epsilon_{\lambda}\}_{{\lambda}\in\mathbb{R}_{+}}\subset\mathbb{R}_{+}$, mit folgender Eigenschaft: Für jede komplexwertige, über [0,t'] stückweise stetige Funktion f(t) endlicher Variation und für jedes $\lambda\in\mathbb{R}_{+}$ gilt.⁴

$$\left| \frac{1}{2} f(+0) - \omega \int_0^{t'} f(t) \frac{\sin(\lambda \omega t)}{\pi \omega t} dt \right| \le T_f[0, \epsilon_\lambda t'] + (|f(+0)| + T_f[0, t']) \epsilon_\lambda.$$

Beweis: Wir bezeichnen mit U die Menge aller Unstetigkeitsstellen von f innerhalb (0, t') und mit n_{λ} die Anzahl der Elemente von

$$W_{\lambda} \stackrel{\text{def}}{=} U \cup \left([0, t'] \cap \left\{ \frac{\nu \pi}{\lambda |\omega|} : \nu \in \mathbb{Z}_+ \right\} \right).$$

Dann läßt sich W_{λ} in der Form

Version vom 26. März 2009

$$W_{\lambda} = \{t_{\lambda,1}, \dots, t_{\lambda,n_{\lambda}}\}, \quad t_{\lambda,1} < t_{\lambda,2} < \dots < t_{\lambda,n_{\lambda}},$$

³Beispiel einer stetigen Funktion unendlicher Variation: $f(t) \stackrel{\text{def}}{=} \begin{cases} t \sin \frac{1}{\omega t} & \text{für } t > 0, \\ 0 & \text{für } t = 0. \end{cases}$

 $^{^4 \}text{Wir benutzen die Schreibweise} \ f(+0) \stackrel{\text{def}}{=} \lim_{t \to +0} f(t) \, .$

schreiben und es gilt

$$\int_0^{t'} f(t) \frac{\sin(\lambda \omega t)}{\pi \omega t} dt = \sum_{\nu=1}^{n_{\lambda}-1} \int_{t_{\lambda,\nu}}^{t_{\lambda,\nu+1}} f(t) \frac{\sin(\lambda \omega t)}{\pi \omega t} dt.$$

Weil f innerhalb $(t_{\lambda,\nu},t_{\lambda,\nu+1})$ jeweils stetig ist und $\frac{\sin(\lambda\omega t)}{\pi\omega t}$ innerhalb $(t_{\lambda,\nu},t_{\lambda,\nu+1})$ jeweils das Vorzeichen nicht ändert, existieren also gemäß Mittelwertsatz der Integralrechnung Zeitpunkte

$$t'_{\lambda,\nu} \in (t_{\lambda,\nu}, t_{\lambda,\nu+1})$$

mit

$$\omega \int_0^{t'} f(t) \frac{\sin(\lambda \omega t)}{\pi \omega t} dt = \sum_{\nu=1}^{n_{\lambda}-1} f(t'_{\lambda,\nu}) a_{\nu},$$

wobei

$$a_{\nu} \stackrel{\text{def}}{=} \omega \int_{t_{\lambda,\nu}}^{t_{\lambda,\nu+1}} \frac{\sin(\lambda \omega t)}{\pi \omega t} dt = \int_{\lambda \omega t_{\lambda,\nu}}^{\lambda \omega t_{\lambda,\nu+1}} \frac{\sin(\tau)}{\pi \tau} d\tau \quad \text{für } \nu \in \mathbb{N}.$$

Somit genügt also der Nachweis einer von f unabhängigen Nullfolge $\{\epsilon_\lambda\}_{\lambda\in\mathbb{R}_+}\subset\mathbb{R}_+$ mit

$$|D_{\lambda}| \le T_f[0, \epsilon_{\lambda} t'] + \frac{1}{2} |f(+0)| \epsilon_{\lambda}$$
(B.3)

für

$$D_{\lambda} \stackrel{\text{def}}{=} \sum_{\nu=1}^{n_{\sqrt{\lambda}}} f(t'_{\lambda,\nu}) a_{\nu} - \frac{1}{2} f(+0)$$

und

$$|N_{\lambda}| \le \frac{1}{2} (|f(+0)| + T_f[0, t']) \epsilon_{\lambda}$$
 (B.4)

für

$$N_{\lambda} \stackrel{\text{def}}{=} \sum_{\nu=1+n}^{n_{\lambda}} f(t'_{\lambda,\nu}) a_{\nu}.$$

Dazu verwenden wir das Verfahren der Abelschen partiellen Summation.⁵

$$D_{\lambda} = \sum_{\nu=1}^{n\sqrt{\lambda}} \left(f(t'_{\lambda,\nu}) - f(t'_{\lambda,\nu+1}) \right) \sum_{\mu=1}^{\nu} a_{\mu} + f(t'_{\lambda,\nu+1}) \sum_{\mu=1}^{\nu} a_{\mu} - f(t'_{\lambda,\nu}) \sum_{\mu=1}^{\nu-1} a_{\mu} \right) - \frac{1}{2} f(+0)$$

$$\sum_{\nu=n_1}^{n_2} c_\nu \stackrel{\text{def}}{=} 0 \text{ für } n_1 > n_2$$

und betrachten nur hinreichend große λ , für die $n_{\sqrt{\lambda}} < n_{\lambda}$ gilt.

____ Version vom 26. März 2009 _____

⁵Siehe z.B. (Knopp, 1947). Wir benutzen die übliche Konvention

$$= \sum_{\nu=1}^{n_{\sqrt{\lambda}}} \left(f(t'_{\lambda,\nu}) - f(t'_{\lambda,\nu+1}) \right) \sum_{\mu=1}^{\nu} a_{\mu} + \left(f(t'_{\lambda,1+n_{\sqrt{\lambda}}}) \sum_{\mu=1}^{n_{\sqrt{\lambda}}} a_{\mu} - \frac{1}{2} f(+0) \right), \tag{B.5}$$

$$N_{\lambda} = \sum_{\nu=1+n_{\sqrt{\lambda}}}^{n_{\lambda}} \left(\left(f(t'_{\lambda,\nu}) - f(t'_{\lambda,\nu-1}) \right) \sum_{\mu=\nu}^{n_{\lambda}} a_{\mu} - f(t'_{\lambda,\nu}) \sum_{\mu=\nu+1}^{n_{\lambda}} a_{\mu} + f(t'_{\lambda,\nu-1}) \sum_{\mu=\nu}^{n_{\lambda}} a_{\mu} \right)$$

$$= \sum_{\nu=1+n_{\sqrt{\lambda}}}^{n_{\lambda}} \left(f(t'_{\lambda,\nu}) - f(t'_{\lambda,\nu-1}) \right) \sum_{\mu=\nu}^{n_{\lambda}} a_{\mu} + f(t'_{\lambda,n_{\sqrt{\lambda}}}) \sum_{\mu=1+n_{\sqrt{\lambda}}}^{n_{\lambda}} a_{\mu}.$$
 (B.6)

Da nach (B.1)

$$\sum_{\nu=1}^{\infty} a_{\nu} = \frac{1}{2}$$

gilt und $\sup_{0<\nu\leq 1+n_{\sqrt{\lambda}}}t_{\lambda,\nu}$ eine Nullfolge ist, folgt für geeignete ϵ_{λ} (B.3) aus (B.5) mit Lemma B.2.2 und (B.4) aus (B.6).

B.3 Konvergenz der Fourier-Reihen

Lemma B.3.1 Beschränkte monotone Funktionen über abgeschlossenen Intervallen sind von endlicher Variation.⁶

Beweis: Offensichtlich.

Lemma B.3.2 Stetig differenzierbare Funktionen über abgeschlossenen Intervallen sind von endlicher Variation.

Beweis: Sei f(t) eine über [a, b] stetig differenzierbare, komplexwertige Funktion. Gemäß Mittelwertsatz der Differentialrechnung gilt dann für beliebige t_{ν} mit

$$a \le t_0 < t_1 < \dots t_n \le b$$

stets

$$\sum_{\nu=1}^{n} |f(t_{\nu}) - f(t_{\nu-1})| = \sum_{\nu=1}^{n} |\dot{f}(t'_{\nu})| |t_{\nu} - t_{\nu-1}|$$

$$\leq (b-a) \max_{t \in [a,b]} |\dot{f}(t)|$$

für geeigenete $t_{\nu}' \in [t_{\nu-1}, t_{\nu}]$ und somit die Behauptung. \blacksquare

Lemma B.3.3 _____ Version vom 26. März 2009 _____

⁶Umgekehrt läßt sich zeigen, daß eine reellwertige Funktion endlicher Variation stets die Differenz zweier beschränkter monotoner Funktionen ist (Satz von CAMILLE JORDAN, siehe z.B. (Riesz und Sz.-Nagy, 1982, S. 21)).

Produkte von Funktionen endlicher Variation sind ebenfalls von endlicher Variation.

Beweis: Da Funktionen endlicher Variation beschränkt sein müssen, folgt die Behauptung aus

$$\sum_{\nu=1}^{n} |f(t_{\nu})g(t_{\nu}) - f(t_{\nu-1})g(t_{\nu-1})|$$

$$\leq \sum_{\nu=1}^{n} \left(|g(t_{\nu})| |f(t_{\nu}) - f(t_{\nu-1})| + |f(t_{\nu-1})| |g(t_{\nu}) - g(t_{\nu-1})| \right).$$

Beweisskizze zu Satz 6.2.5: Aus

$$\sum_{n=-N}^{N-1} e^{-in\omega t} = e^{-i\omega t} \sum_{n=-N}^{N-1} e^{-in\omega t} + e^{+iN\omega t} - e^{-iN\omega t}$$

folgt

$$\sum_{n=-N}^{N-1} e^{-in\omega t} = \frac{2i\sin(N\omega t)}{1 - e^{-i\omega t}}$$

und somit:

$$\sum_{n=-N}^{N-1} \int_{-\frac{\pi}{|\omega|}}^{+\frac{\pi}{|\omega|}} f(t) e^{-in\omega(t-t')} dt = 2\pi \int_{-\frac{\pi}{|\omega|}}^{+\frac{\pi}{|\omega|}} f(t) \frac{i\omega(t-t')}{1 - e^{-i\omega(t-t')}} \frac{\sin\left(N\omega(t-t')\right)}{\pi\omega(t-t')} dt$$

$$= 2\pi \int_{-\frac{\pi}{|\omega|} - t'}^{+\frac{\pi}{|\omega|}} f(\tau) \frac{i\omega\tau}{1 - e^{-i\omega\tau}} \frac{\sin\left(N\omega\tau\right)}{\pi\omega\tau} d\tau.$$

Nach Lemma B.3.1 hat f(t+t') für beliebiges t' als Funktion von t endliche Variation über $\left[-\frac{\pi}{|\omega|}, +\frac{\pi}{|\omega|}\right]$ und nach Lemma B.3.2 auch $\frac{i\omega t}{1-e^{-i\omega t}}$. Nach Lemma B.3.3 ist also auch $f(t+t') \frac{i\omega t}{1-e^{-i\omega t}}$ von endlicher Variation, so daß Satz B.2.3

$$\lim_{N \to +\infty} \sum_{n=-N}^{N-1} \int_{\frac{-\pi}{|\omega|}}^{\frac{+\pi}{|\omega|}} f(t)e^{-in\omega(t-t')} dt = \frac{2\pi}{|\omega|} \lim_{\epsilon \to +0} \frac{f(t'+\epsilon) + f(t'-\epsilon)}{2}$$

liefert. Gemäß (6.20) und wegen⁷

$$\lim_{N \to \infty} c_N(f) = 0, \qquad (B.7)$$

Version vom 26. März 2009 ⁷Aus Satz B.2.3 folgt unmittelbar

$$\lim_{N\to\infty} \int_{-\frac{\pi}{|\omega|}}^{+\frac{\pi}{|\omega|}} f(t) \sin{(N\omega t)} \ \mathrm{d}t = \lim_{N\to\infty} \int_{-\frac{\pi}{|\omega|}}^{+\frac{\pi}{|\omega|}} \left(\pi\omega t f(t)\right) \frac{\sin{(N\omega t)}}{\pi\omega t} \, \mathrm{d}t = 0 \ .$$

ist das gleichbedeutend mit (6.21). Die gleichmäßige Konvergenz von (6.21) über jedem abgeschlossenen Interval, über dem f stetig ist, folgt entsprechend durch gleichmäßige Abschätzung bzgl. t' der Variation von $f(t+t')\frac{i\omega t}{1-e^{-i\omega t}}$.

Damit ist auch klar, daß zu jeder über $[-\frac{\pi}{|\omega|}, +\frac{\pi}{|\omega|}]$ stückweise stetigen Funktion \dot{f} und zu jedem $\epsilon > 0$ eine natürliche Zahl N und komplexe Zahlen γ_{ν} existieren mit

$$\epsilon > \frac{\omega}{2\pi} \int_{-\frac{\pi}{|\omega|}}^{+\frac{\pi}{|\omega|}} \left| \dot{f}(t) - \sum_{\nu=-N}^{\nu=+N} \gamma_{\nu} e^{i\omega t} \right|^{2} dt
= \int_{-\frac{\pi}{|\omega|}}^{+\frac{\pi}{|\omega|}} \left| \dot{f}(t) \right|^{2} dt + \sum_{\nu=-N}^{\nu=+N} |\gamma_{\nu}|^{2} - 2 \sum_{\nu=-N}^{\nu=+N} \Re\left(\gamma_{\nu}^{*} c_{\nu}(\dot{f})\right)
= \int_{-\frac{\pi}{|\omega|}}^{+\frac{\pi}{|\omega|}} \left| \dot{f}(t) \right|^{2} dt - \sum_{\nu=-N}^{\nu=+N} \left| c_{\nu}(\dot{f}) \right|^{2} + \sum_{\nu=-N}^{\nu=+N} \left| \gamma_{\nu} - c_{\nu}(\dot{f}) \right|^{2}$$

und somit

$$\epsilon > \int_{-\frac{\pi}{|\omega|}}^{+\frac{\pi}{|\omega|}} \left| \dot{f}(t) - \sum_{\nu=-N}^{\nu=+N} c_{\nu}(\dot{f}) e^{-i\omega t} \right|^{2} dt,$$

d.h.

$$\lim_{N \to \infty} \int_{-\frac{\pi}{|\omega|}}^{+\frac{\pi}{|\omega|}} \left| \dot{f}(t) - \sum_{\nu = -N}^{\nu = +N} c_{\nu}(\dot{f}) e^{-i\omega t} \right|^{2} dt = 0.$$

Daraus folgt schließlich

$$\sum_{\nu \in \mathbb{Z}} \left| c_{\nu}(\dot{f}) \right|^2 < \infty$$

und somit für stückweise stetig differenzierbares, stetiges f die absolute Konvergenz von (6.21) aufgrund der Beziehung (6.22), die dann durch partielle Integration folgt.

Version vom 26. März 2009

Daß auch

$$\lim_{N \to \infty} \int_{-\frac{\pi}{|\omega|}}^{+\frac{\pi}{|\omega|}} f(t) \cos(N\omega t) dt = 0$$

gilt, läßt sich leicht mit der Methode zeigen, die im Beweis von Satz B.2.3 benutzt wurde. Für stetig differenzierbares f(t) ergäbe sich (B.7) einfacher aus

$$\int_{-\frac{\pi}{|\omega|}}^{+\frac{\pi}{|\omega|}} f(t) e^{-iN\omega t} dt = \int_{-\frac{\pi}{|\omega|}}^{+\frac{\pi}{|\omega|}} f(t) \left(\frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}t} \frac{i}{N\omega} e^{-iN\omega t} \right) dt = -\frac{i}{N\omega} \int_{-\frac{\pi}{|\omega|}}^{+\frac{\pi}{|\omega|}} \dot{f}(t) e^{-iN\omega t} dt$$

durch einfache Betragsabschätzung.

B.4 Zum Fourier-Integral

Für beliebige Kreisfrequenzen Ω gilt unter den Voraussetzungen von Satz 6.2.6

$$\int_{-\Omega}^{+\Omega} \left(\int_{-\infty}^{+\infty} f(t') e^{-i\omega t'} dt' \right) e^{+i\omega t} d\omega$$

$$= \lim_{T \to +\infty} \int_{-\Omega}^{+\Omega} \left(\int_{-T}^{+T} f(t') e^{-i\omega t'} dt' \right) e^{+i\omega t} d\omega$$

$$= \lim_{T \to +\infty} \int_{-T}^{+T} f(t') \underbrace{\int_{-\Omega}^{+\Omega} e^{+i\omega(t-t')} d\omega}_{\frac{2}{t-t'} \sin(\Omega(t-t'))} dt'$$

$$= 2\pi \int_{-\infty}^{+\infty} f(t-t') \frac{\sin(\Omega t')}{\pi t'} dt',$$

d.h.:

$$\frac{1}{\sqrt{2\pi}} \lim_{\Omega \to +\infty} \int_{-\Omega}^{+\Omega} \tilde{f}(\omega) e^{i\omega t} d\omega = \int_{-\infty}^{+\infty} f(t - t') \frac{\sin(\Omega t')}{\pi t'} dt'.$$

Da zu jedem $\epsilon > 0$ ein T existiert mit

$$\left| \int_{-\infty}^{+\infty} f(t - t') \frac{\sin(\Omega t')}{\pi t'} dt' - \int_{-T}^{+T} f(t - t') \frac{\sin(\Omega t')}{\pi t'} dt' \right| < \epsilon,$$

folgt daraus mit Satz B.2.3 die Behauptung von Satz 6.2.6.

Anhang C

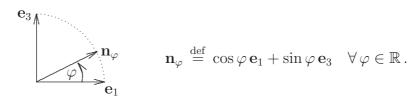
Übungsaufgaben

Übungsaufgabe 1 Für beliebig vorgegebene Winkel α, β zeige man:

a) Es gilt

$$\mathbf{n}_{\alpha+\beta} = \cos\beta \,\mathbf{n}_{\alpha} + \sin\beta \,\mathbf{n}_{\frac{\pi}{2}+\alpha} \,,$$

wobei:



b) Es gelten folgende Gleichungen:

$$\sin(\frac{\pi}{2} + \alpha) = +\cos\alpha,$$

$$\cos(\frac{\pi}{2} + \alpha) = -\sin\alpha,$$

$$\sin(\alpha + \beta) = \sin\alpha\cos\beta + \sin\beta\cos\alpha,$$

$$\cos(\alpha + \beta) = \cos\alpha\cos\beta - \sin\alpha\sin\beta,$$

$$\cos(2\alpha) = 2\cos^2\alpha - 1,$$

$$\cos\frac{\alpha}{2} = \sqrt{\frac{1 + \cos\alpha}{2}}.$$

Übungsaufgabe 2 Man zeige:

$$\sin(\pi/6) = 1/2, \quad \cos(\pi/6) = \frac{1}{2} \sqrt[4]{3},$$

 $\sin(\pi/4) = 1/\sqrt[4]{2}, \quad \cos(\pi/4) = 1/\sqrt[4]{2}$

_____ Version vom 26. März 2009 ____

¹In den Aufgaben 1–3 soll zunächst weitgehend anschaulich argumentiert werden. Das liefert die Motivation für die später in der Vorlesung eingeführte mathematisch exakte Definition der trigonometrischen Funktionen.

208

und

$$3\cos^2(\pi/8) - \cos^2(3\pi/8) = 1 + \sqrt[4]{2} > 2$$
.

Übungsaufgabe 3

a) Mithilfe des Satzes von Pythagoras zeige man, daß

$$0 \le 2 (1 - \cos \Delta x) \le (\Delta x)^2 \quad \forall \, \Delta x \in (0, \pi/2)$$

und somit

$$\lim_{0 \neq \Delta x \to 0} \frac{1 - \cos \Delta x}{\Delta x} = 0$$

gilt.

b) Mithilfe von a) und der anschaulich plausiblen Ungleichung

$$\Delta x \le \frac{\sin \Delta x}{\cos \Delta x} \quad \forall \, \Delta x \in (0, \pi/2)$$

zeige man, daß

$$\lim_{0 \neq \Delta x \to 0} \frac{\Delta x - \sin \Delta x}{\Delta x} = 0.$$

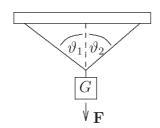
c) Mithilfe der Ergebnisse von a) und b) zeige man für beliebiges Bogenmaß x:

$$\lim_{0 \neq \Delta x \to 0} \frac{\sin(x + \Delta x) - \sin x}{\Delta x} = +\cos x$$

$$\lim_{0 \neq \Delta x \to 0} \frac{\cos(x + \Delta x) - \cos x}{\Delta x} = -\sin x.$$

Übungsaufgabe 4

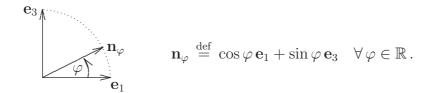
Ein Gewicht Ghänge folgendermaßen an zwei Seilen $(\vartheta_1 \overset{\text{i.a.}}{\neq} \vartheta_2)$:



a) Man bestimme die Seilspannungen aus den Winkel ϑ_1, ϑ_2 und der Stärke der auf G einwirkenden Schwerkraft \mathbf{F} mithilfe der Regel

$$F^{1} \mathbf{e}_{1} + F^{3} \mathbf{e}_{3} = -S_{1} \mathbf{n}_{\alpha} - S_{2} \mathbf{n}_{\beta} \implies \begin{cases} S_{1} = +\frac{F^{1} \sin \beta - F^{3} \cos \beta}{\sin(\alpha - \beta)}, \\ S_{2} = -\frac{F^{1} \sin \alpha - F^{3} \cos \alpha}{\sin(\alpha - \beta)}, \end{cases}$$

wobei wieder:



- b) Man diskutiere folgende Grenzfälle (für $\vartheta_1, \vartheta_2 \in (0, \pi/2)$):
 - 1. $\vartheta_1 = \vartheta_2$.
 - $2. \ \vartheta_1 + \vartheta_2 = \pi/2.$
 - 3. $\vartheta_1 \to 0 \neq \vartheta_2$ fest.
 - 4. $\vartheta_1 + \vartheta_2 \to \pi$.

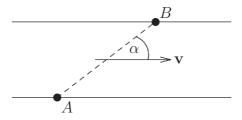
$\ddot{\mathbf{U}}$ bungsaufgabe 5

Ein Jongleur balanciere einen Stab folgendermaßen auf seiner Fingerspitze:



Dabei bewege sich der Stab, ohne sich zu drehen, in Richtung von **e**. Man bestimme die Kraft, die der Jongleur auf den Stab ausübt, aus den Winkeln α, β und der auf den Stab einwirkenden Schwerkraft **F**.

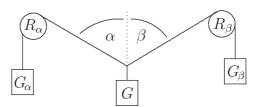
Übungsaufgabe 6 Eine Fähre, die auf ruhendem Wasser eine maximale Geschwindigkeit vom Betrag \check{c} erreicht, soll möglichst schnell auf mit der konstanten Geschwindigkeit \mathbf{v} strömendem Wasser geradlinig von A nach B gelangen:



- a) Man bestimme die dafür mindestens benötigte Fahrzeit t als Funktion von $v \stackrel{\text{def}}{=} |\mathbf{v}|$, $x \stackrel{\text{def}}{=} |\overrightarrow{AB}|$ und $\alpha \stackrel{\text{def}}{=} \angle(\mathbf{v}, \overrightarrow{AB}) \in (0, \pi)$ unter der Voraussetzung, daß $v \neq \check{c}$ nicht zu groß ist.²
 - b) Man untersuche folgende Grenzfälle:
 - 1. $\mathbf{v} = 0$.
 - 2. $\mathbf{v} \cdot \overrightarrow{AB} = v x$.
 - 3. $\mathbf{v} \cdot \overrightarrow{AB} = 0$, $v \to \check{c}$.
 - c) Für welchen Wert von v ist die benötigte Fahrzeit minimal?

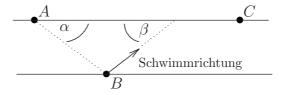
Übungsaufgabe 7

Drei Gewichte G_{α} , G, G_{β} seien folgendermaßen an einem über zwei ideal gelagerte Rollen R_{α} , R_{β} (vernachlässigbarer Ausdehnung) geführten Seil aufgehängt:³



- a) Wie hängen die Winkel α, β von den Gewichten ab?
- b) In welchen Beziehungen müssen die Gewichte zueinander stehen, damit Gleichgewicht möglich ist?

Übungsaufgabe 8 Ein Spaziergänger gehe unbeirrt ein gerades Flußufer entlang stromabwärts mit einer gleichförmigen Geschwindigkeit vom Betrage 4 km/Std. Zum Zeitpunkt t_0 befinde er sich am Punkt A. Zum gleichen Zeitpunkt springe am anderen Ufer bei B ein Schwimmer ins Wasser und schwimme mit gleichförmiger Geschwindigkeit so, daß er am Punkt C mit dem Fußgänger zusammentreffe:



Version vom 26. März 2009

2Hinweis: Man verwende die Regeln

$$\sin^2 \beta + \cos^2 \beta = 1$$

und

$$\underbrace{a}_{\neq 0} t^2 + pt + q = 0 \implies t = \frac{1}{a} \left(-\frac{p}{2} \pm \sqrt{\frac{p^2}{4} - aq} \right).$$

³Diese Anordnung erlaubt eine weitgehende experimentelle Überprüfung der Kräfteparallelogramms.

Der Betrag der Strömungsgeschwindigkeit sei konstant 3 km/Std. Der Betrag der Geschwindigkeit des Schwimmers relativ zum Wasser sei 2 km/Std.

Man bestimme den Zusammenhang zwischen den Winkeln α und β .

Übungsaufgabe 9 Zwei Fahrzeuge B_1 , B_2 bewegen sich mit konstanter Geschwindigkeit v. Zum Zeitpunkt t_0 befinde sich B_1 am Punkt P_1 , B_2 am Punkt P_2 . Ein drittes Fahrzeug C bewege sich mit konstanter Geschwindigkeit vom Betrage c von B_1 nach B_2 und ebenso wieder zurück von B_2 nach B_1 .

Man zeige, daß

$$\Delta t = 2 \frac{\left| \overrightarrow{P_1 P_2} \right|}{c} \frac{\sqrt{1 - \left(\frac{|\mathbf{v}|}{c} \sin\left(\angle \overrightarrow{P_1 P_2}, \mathbf{v}\right)\right)^2}}{1 - \left(\frac{|\mathbf{v}|}{c}\right)^2}$$

die Zeitdauer ist, die C benötigt, um von B_1 zu B_2 und wieder zurück zu B_1 zu gelangen.

Übungsaufgabe 10 Sei V ein reeller Vektorraum und sei $\mathcal N$ eine rückeindeutige Abbildung von V in sich mit

$$\mathcal{N}(\lambda \mathbf{v}) = \lambda \mathcal{N}(\mathbf{v}) \quad \forall \mathbf{v} \in V, \ \lambda \in \mathbb{R}.$$

Man zeige:

a) Die Vektorregel
n (V1)–(V7) gelten auch dann noch, wenn man die Operation + durch die gemä
ß 4

$$\mathbf{v}_1 + \mathbf{v}_2 \stackrel{\text{def}}{=} \mathcal{N}^{-1} \Big(\mathcal{N}(\mathbf{v}_1) + \mathcal{N}(\mathbf{v}_2) \Big) \quad \forall \, \mathbf{v}_1, \mathbf{v}_2 \in V$$

definierte Operation $\hat{+}$ ersetzt.

b) Die beiden Vektoradditionen + und $\hat{+}$ stimmen genau dann überein, wenn \mathcal{N} additiv ist, d.h. wenn

$$\mathcal{N}(\mathbf{v}_1 + \mathbf{v}_2) = \mathcal{N}(\mathbf{v}_1) + \mathcal{N}(\mathbf{v}_2) \quad \forall \, \mathbf{v}_1, \mathbf{v}_2 \in V$$

gilt.

Version vom 26. März 2009

$$\mathcal{N}^{-1}(\mathcal{N}(\mathbf{v})) = \mathbf{v} \quad \forall \, \mathbf{v} \in V.$$

 $^{^4}$ Mit \mathcal{N}^{-1} bezeichnen wir, wie allgemein üblich, die Umkehrabbildung von \mathcal{N} :

c) Die durch

$$\mathcal{N}_{\mathbf{e}}(\mathbf{v}) \stackrel{\text{def}}{=} \left(2 - \left| \mathbf{e} \cdot \frac{\mathbf{v}}{|\mathbf{v}|} \right| \right) \mathbf{v} \quad \forall \, \mathbf{v} \in V \setminus \{0\} , \quad \mathcal{N}_{\mathbf{e}}(0) \stackrel{\text{def}}{=} 0,$$

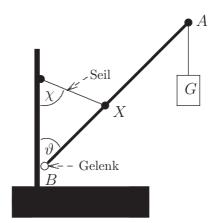
definierte Abbildung $\mathcal{N}_{\mathbf{e}}$ ist für jedes innere Produkt (.,.) auf V und jeden (physikalisch) dimensionslosen Einheitsvektor \mathbf{e} rückeindeutig und genügt der Bedingung

$$\mathcal{N}_{\mathbf{e}}(\lambda \mathbf{v}) = \lambda \mathcal{N}_{\mathbf{e}}(\mathbf{v}) \quad \forall \mathbf{v} \in V, \ \lambda \in \mathbb{R},$$

ist aber **nicht** additiv.

Übungsaufgabe 11

Ein Gewicht G sei folgendermassen an einem einfachen Kran aufgehängt:



Der Schwerpunkt des Hebearms sei X, die auf den Hebearm wirkende Schwerkraft sei \mathbf{F}_X , die auf G wirkende Schwerkraft sei \mathbf{F}_A .

Man bestimme die Spannung des bei X angreifenden Seils aus $\left|\overrightarrow{BA}\right|$, $\left|\overrightarrow{BX}\right|$, ϑ , χ , \mathbf{F}_X und \mathbf{F}_A .

Übungsaufgabe 12 Ein (punktförmiges) Gewicht hänge an drei in die Richtungen $\mathbf{n}_1, \mathbf{n}_2, \mathbf{n}_3$ gespannten Seilen. Bzgl. der (physikalisch dimensionslosen) Orthonormalbasis $(\mathbf{e}_1, \mathbf{e}_2, \mathbf{e}_3)$ gelte

$$\mathbf{n}_{1} = \begin{pmatrix} +\sin\vartheta_{1}\cos\varphi \\ -\sin\vartheta_{1}\sin\varphi \\ \cos\vartheta_{1} \end{pmatrix} , \quad \mathbf{n}_{2} = \begin{pmatrix} +\sin\vartheta_{2}\cos\varphi \\ +\sin\vartheta_{2}\sin\varphi \\ \cos\vartheta_{2} \end{pmatrix} , \quad \mathbf{n}_{3} = \begin{pmatrix} -\sin\vartheta_{3} \\ 0 \\ +\cos\vartheta_{3} \end{pmatrix}$$

mit

$$\vartheta_j \in (0, \pi/2) \quad \forall j \in \{1, 2, 3\} \ .$$

- a) Man bestimme die Spannung des in Richtung \mathbf{n}_3 gespannten Seils aus der Kraft $\mathbf{F} = -F\,\mathbf{e}_3$ und den Winkeln $\varphi, \vartheta_1, \vartheta_2, \vartheta_3$.
 - b) Man diskutiere folgende Grenzfälle:

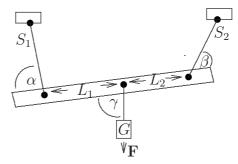
1. $\vartheta_3 \to 0$.

 $2. \ \varphi = 0, \ \vartheta_1 = \vartheta_2.$

3. $\vartheta_1,\vartheta_2\to\frac{\pi}{2}$ bei konstantem $\cos\varphi\neq 0$ und $\vartheta_3=\frac{\pi}{2}\,.$

Übungsaufgabe 13

An einer starren Stange vernachlässigbarer Masse sei ein Gewicht G angehängt. Die Stange selbst sei an zwei Seilen S_1, S_2 aufgehängt:



Man bestimme den Winkel β aus den Winkel α , γ und den Längen L_1, L_2 .

Übungsaufgabe 14 Gegeben seien eine beliebige (physikalisch dimensionslose) Basis $\{b_1, b_2, b_3\}$. Man bestimme die Basis, bzgl. der für die Vektoren

$$\mathbf{A} = \sum_{j=1}^{3} A^{j} \mathbf{b}_{j} , \quad \mathbf{B} = \sum_{j=1}^{3} B^{j} \mathbf{b}_{j} ,$$

die Beziehung

$$\frac{\mathbf{A} \times \mathbf{B}}{\mathbf{b}_1 \cdot (\mathbf{b}_2 \times \mathbf{b}_3)} = \begin{pmatrix} A^2 B^3 - A^3 B^2 \\ A^3 B^1 - A^1 B^3 \\ A^1 B^2 - A^2 B^1 \end{pmatrix}$$

gilt.

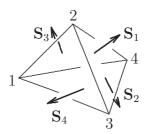
Übungsaufgabe 15 Ein Medium räumlich und zeitlich konstanter Dichte ρ fließe mit räumlich und zeitlich konstanter Geschwindigkeit \mathbf{v} .

Man bestimme den Gesamtstrom⁵ durch das feste Dreieck mit den Eckpunkten A, B, C aus der Stromdichte $\boldsymbol{\jmath} \stackrel{\text{def}}{=} \rho \mathbf{v}$ und dem Flächenvektor $\mathbf{S} \stackrel{\text{def}}{=} \frac{1}{2} \left(\overrightarrow{AB} \times \overrightarrow{AC} \right)$.

Version vom 26. März 2009 ——— 5 Hinweis: Man bestimme zunächst das Aufenthaltsgebiet zum Zeitpunkt t aller der Teile des Mediums, die zwischen den Zeitpunkten t und $t+\Delta t$ durch die Dreiecksfläche hindurchtreten.

Übungsaufgabe 16

Gegeben sei ein Tetraeder mit den Eckpunkten P_1, \ldots, P_4 . \mathbf{S}_j bezeichne jeweils den Vektor, der senkrecht auf der P_j gegenüberliegenden Fläche steht, dessen Betrag mit dem Inhalt dieser Fläche übereinstimmt und der von P_j wegzeigt:



Man beweise die Gleichung $\mathbf{S}_1 + \ldots + \mathbf{S}_4 = 0$ und veranschauliche das Ergebnis mithilfe konstanter Strömungen, die jeweils durch eine Dreiecksfläche ein- und durch die übrigen austreten.

Übungsaufgabe 17 Für beliebig vorgegebene $z_1, z_2 \in \mathbb{C} \setminus \{0\}$ zeige man:

$$\arg(z_1 + z_2) = \arg z_1 + \arctan\left(\frac{|z_2|\sin(\arg z_2 - \arg z_1)}{|z_1| + |z_2|\cos(\arg z_2 - \arg z_1)}\right) \bmod \pi,$$
$$|z_1 + z_2| = \sqrt[+]{|z_1|^2 + |z_2|^2 + 2|z_1 z_2|\cos(\arg z_2 - \arg z_1)}.$$

Übungsaufgabe 18 Man zeige, daß die Überlagerung $\mathbf{x}^+ = \mathbf{x}_1^+ + \mathbf{x}_2^+$ der gleich orientierten Kreisschwingungen

$$\mathbf{x}_{j}^{+}(t) = \underbrace{A_{j}}_{>0} \left(\cos(\underbrace{\omega_{0}}_{>0} t + \varphi_{j}) \mathbf{e}_{1} + \sin(\omega_{0} t + \varphi_{j}) \mathbf{e}_{2} \right)$$

$$\stackrel{\triangle}{=} A_{j} e^{+i(\omega t + \varphi_{j})}$$

eine Kreisschwingung

$$\mathbf{x}^{+}(t) = A^{+} \left(\cos(\omega_{0}t + \varphi^{+}) \mathbf{e}_{1} \pm \sin(\omega_{0}t + \varphi^{+}) \mathbf{e}_{2} \right)$$
$$\stackrel{\triangle}{=} A^{+} e^{+i(\omega t + \varphi^{+})}$$

mit

$$A^{+} = \sqrt{(A_1)^2 + (A_2)^2 + 2A_1A_2\cos(\varphi_2 - \varphi_1)}$$

und

$$\varphi^+ = \varphi_1 + \arctan\left(\frac{A_2\sin(\varphi_2 - \varphi_1)}{A_1 + A_2\cos(\varphi_2 - \varphi_1)}\right) \mod \pi$$

ist.

Übungsaufgabe 19 Für beliebig vorgegebene $z^+,z^-\in\mathbb{C}$ und $\omega,t\in\mathbb{R}$ zeige man, daß

$$z^{+} e^{+i\omega t} + z^{-} e^{-i\omega t} = e^{i\delta} \left(\left(\left| z^{+} \right| + \left| z^{-} \right| \right) \cos(\omega t + \varphi_{0}) + \left(\left| z^{+} \right| - \left| z^{-} \right| \right) i \sin(\omega t + \varphi_{0}) \right)$$

mit

$$\delta \stackrel{\text{def}}{=} \frac{\arg z^+ + \arg z^-}{2}$$
, $\varphi_0 \stackrel{\text{def}}{=} \frac{\arg z^+ - \arg z^-}{2}$

gilt.

Übungsaufgabe 20 Man zeige, daß die Überlagerung $\mathbf{x}(t) = \mathbf{x}^+(t) + \mathbf{x}^-(t)$ der entgegengesetzt orientierten Kreisbewegungen

$$\mathbf{x}^{\pm}(t) = \underbrace{A^{\pm}}_{>0} \left(\cos(\underbrace{\omega_0}_{>0} t \pm \varphi^{\pm}) \mathbf{e}_1 \pm \sin(\omega_0 t \pm \varphi^{\pm}) \mathbf{e}_2 \right)$$
$$\stackrel{\cong}{=} A^{\pm} e^{\pm i(\omega_0 t \pm \varphi^{\pm})}$$

die zweidimensionale harmonische Schwingung

$$\mathbf{x}(t) = \cos(\omega_0 t + \varphi_0) \mathbf{a} + \sin(\omega_0 t + \varphi_0) \mathbf{b}, \quad \mathbf{a} \perp \mathbf{b}, \ |\mathbf{a}| \ge |\mathbf{b}|,$$

mit

$$\varphi_0 \stackrel{\text{def}}{=} \frac{\varphi^+ - \varphi^-}{2}$$

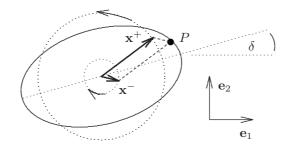
ist, wobei die Hauptachsen der Bahnellipse durch

$$\mathbf{a} \stackrel{\text{def}}{=} (A^{+} + A^{-})(\cos \delta \mathbf{e}_{1} + \sin \delta \mathbf{e}_{2}),$$

$$\mathbf{b} \stackrel{\text{def}}{=} (A^{+} - A^{-})(-\sin \delta \mathbf{e}_{1} + \cos \delta \mathbf{e}_{2}),$$

$$\delta \stackrel{\text{def}}{=} \frac{\varphi^{+} + \varphi^{-}}{2},$$

gegeben sind:



Übungsaufgabe 21 Man zeige, daß sich jede lineare harmonische Schwingung

$$\mathbf{x}(t) = A \cos(\omega_0 t + \varphi) \mathbf{e}, \quad \mathbf{e} \in L(\{\mathbf{e}_1, \mathbf{e}_2\}), \quad \{\mathbf{e}_1, \mathbf{e}_2, \mathbf{e}_3\} \text{ Orthonormalbasis},$$

als Überlagerung $\mathbf{x}(t) = \mathbf{x}^+(t) + \mathbf{x}^-(t)$ gleichförmiger Kreisbewegungen $\mathbf{x}^{\pm}(t)$ der in Aufgabe 20 angegebenen Form darstellen läßt.⁶

Übungsaufgabe 22 Man zeige, daß die Überlagerung $\mathbf{x} = \mathbf{x}_1 + \mathbf{x}_2$ zweier linearer harmonischer Schwingungen

$$\mathbf{x}_1(t) = A_1 \cos(\omega_0 t + \varphi_1) \mathbf{b}_1$$
, $\mathbf{x}_2(t) = A_2 \cos(\omega_0 t + \varphi_2) \mathbf{b}_2$

gleicher Kreisfrequenz ω_0 stets eine harmonische Schwingung zu dieser Kreisfrequenz ist. Speziell für $\mathbf{b}_1 = \mathbf{b}_2 = \mathbf{e}_1$ zeige man, ⁸ daß

$$\mathbf{x}(t) = A \cos(\omega_0 t + \varphi) \mathbf{e}_1$$

gilt mit

$$A = \sqrt{(A_1)^2 + (A_2)^2 + 2A_1A_2\cos(\varphi_2 - \varphi_1)},$$

$$\varphi = \varphi_1 + \arctan\left(\frac{A_2\sin(\varphi_2 - \varphi_1)}{A_1 + A_2\cos(\varphi_2 - \varphi_1)}\right).$$

Übungsaufgabe 23 Gegeben seien eine Kreisfrequenz $\omega_0 > 0$, ein Zeitpunkt t_0 und Anfangswerte $\mathbf{x}_0, \mathbf{v}_0$. Man zeige, daß zu jeder Basis $\{\mathbf{b}_1, \mathbf{b}_2\}$ von $\mathcal{L}(\{\mathbf{x}_0, \frac{\mathbf{v}_0}{\omega_0}\})$ reelle Zahlen c, d, χ_c, χ_d existieren, für die die Ortsvektorfunktion

$$\mathbf{x}(t) \stackrel{\text{def}}{=} \cos\left(\omega_0(t-t_0) + \chi_c\right)\mathbf{c} + \cos\left(\omega_0(t-t_0) + \chi_d\right)\mathbf{d}$$

mit

$$\mathbf{c} \stackrel{\text{def}}{=} c \, \mathbf{b}_1 \;, \quad \mathbf{d} \stackrel{\text{def}}{=} d \, \mathbf{b}_2$$

die Anfangsbedingungen

$$\mathbf{x}(t_0) = \mathbf{x}_0$$
, $\frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}t}\mathbf{x}(t_0)_{|t=t_0} = \mathbf{v}_0$

erfüllt.

_____ Version vom 26. März 2009 _____

 $^{^6}$ Man betrachte zunächst den Spezialfall $\mathbf{e} = \mathbf{e}_1$.

⁷Man beachte die Ergebnisse der Aufgaben 18–21.

 $^{^8}$ Man betrachte die linearen Schwingungen als Orthogonalprojektionen entsprechender gleichförmiger Kreisbewegungen auf eine Gerade parallel \mathbf{e}_1 .

Übungsaufgabe 24 Seien m eine Masse, B > 0 eine konstante Kraftflußdichte, q eine Ladung und $\mathbf{x}(t)$ die Ortsvektorfunktion einer Bewegung in der \mathbf{e}_1 - \mathbf{e}_2 -Ebene, die der Bedingung

$$m \ddot{\mathbf{x}}(t) = q \dot{\mathbf{x}}(t) \times (B \mathbf{e}_3)$$

genüge.

a) Man zeige, daß für

$$z(t) \stackrel{\text{def}}{=} \mathbf{e}_1 \cdot \mathbf{x}(t) + i \, \mathbf{e}_2 \cdot \mathbf{x}(t)$$

 $\stackrel{\widehat{=}}{=} \mathbf{x}(t)$

die Gleichung

$$\ddot{z}(t) = -i \frac{q B}{m} \dot{z}(t)$$

gilt.

- b) Man bestimme z(t) aus z(0) und $\dot{z}(0)$.
- c) Man bestimme $\mathbf{x}(t)$ aus $\mathbf{x}(0)$ und $\dot{\mathbf{x}}(0)$ und interpretiere das Ergebnis.

Übungsaufgabe 25 Man zeige, daß die Kraft

$$\mathbf{F} = q \left(\mathbf{E} + \mathbf{v} \times \mathbf{B} \right) ,$$

die ein konstantes elektromagnetisches Feld $\mathbf{E}, \mathbf{B} \neq 0$ auf eine Ladung q ausübt, genau dann Null ist, wenn die Bedingungen

$$\mathbf{E} \cdot \mathbf{B} = 0 , \quad \mathbf{v} - \frac{\mathbf{E} \times \mathbf{B}}{|\mathbf{B}|^2} \propto \mathbf{B}$$

erfüllt sind.

Übungsaufgabe 26 Sei $\mathbf{x}(t)$ die Ortsvektorfunktion einer ebenen Bewegung, die den Bedingungen

$$\dot{\mathbf{x}}(t) \neq 0$$
, $\ddot{\mathbf{x}}(t) = \ddot{\mathbf{x}}_{\perp}(t)$, $\frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}t} |\ddot{\mathbf{x}}(t)| = 0$

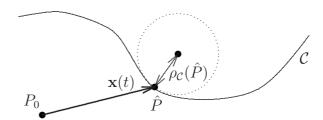
genügt.

Man zeige, daß ein konstanter Vektor C existiert mit

$$\ddot{\mathbf{x}}(t) = \dot{\mathbf{x}}(t) \times \mathbf{C}.$$

Übungsaufgabe 27

Gegeben sei eine Bahnkurve \mathcal{C} :



Man zeige, daß die Definition

$$\frac{1}{\rho_{\mathcal{C}}(\hat{P})} \stackrel{\text{def}}{=} \left| \frac{1}{|\dot{\mathbf{x}}(t)|} \frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}t} \frac{\dot{\mathbf{x}}(t)}{|\dot{\mathbf{x}}(t)|} \right|_{|_{t=\hat{t}}}, \quad \overrightarrow{P_0 P} = \mathbf{x}(\hat{t}),$$

der Krümmung nur vom Bahnpunkt \hat{P} und der Gestalt von \mathcal{C} , nicht jedoch von der Wahl der Parametrisierung

$$\mathcal{C} = \left\{ P : \overrightarrow{P_0 P} = \mathbf{x}(t) \text{ für geeignetes } t \right\}$$

 $(\mathbf{x}(t) \text{ hinreichend gutartig}) \text{ abhängt.}^9$

__ Version vom 26. März 2009 __

Übungsaufgabe 28 Man zeige, daß eine ebene Bahnkurve \mathcal{C} genau dann kreisförmig ist, wenn ihre Krümmung konstant ist. 10

Übungsaufgabe 29 Sei $\mathbf{x}(t)$ eine hinreichend gutartige Ortsvektorfunktion, die der Gleichung $\ddot{\mathbf{x}}(t) = \dot{\mathbf{x}}(t) \times \mathbf{C}$ genüge (z.B. für ein nichtrelativistisches Elektron im

$$\ddot{\mathbf{x}}(t) = \dot{\mathbf{x}}(t) \times \mathbf{C}$$
 für alle t

genügt, wobei ${\bf C}$ ein zur Bahnebene senkrechter Vektor ist. Daraus leite man

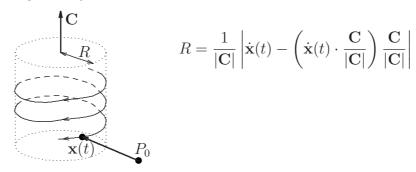
$$\frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}t} \left(\mathbf{x}(t) + \rho_{\mathcal{C}} (P(t)) \frac{\ddot{\mathbf{x}}(t)}{|\ddot{\mathbf{x}}(t)|} \right) = 0$$

ab.

⁹Man führe den Ausdruck für $1/\rho_{\mathcal{C}}(\hat{P})$, der sich bezüglich einer anderen Parametrisierung $\mathcal{C} = \{P': \overline{P_0P'} = \mathbf{x}'(t) \stackrel{\text{def}}{=} \mathbf{x}(f(t)) \text{ für geeignetes } t\}$ ergibt, mithilfe der Kettenregel auf denjenigen bezüglich $\mathbf{x}(t)$ zurück.

 $^{^{10}}$ Man wähle eine Parametrisierung, für die $|\dot{\mathbf{x}}(t)|$ konstant ist. Dann zeige man, daß diese Parametrisierung im Falle konstanter Krümmung der Gleichung

homogenen Magnetfeld):



Man bestimme $\mathbf{x}(t)$ aus den Anfangsbedingungen $\mathbf{x}(0) = \mathbf{x}_0$, $\dot{\mathbf{x}}(0) = \mathbf{v}_0$.

Übungsaufgabe 30 Ein PKW-Fahrer fährt zunächst mit konstanter Geschwindigkeit. Zum Zeitpunkt T_0 sieht er, daß ihm ein LKW die Vorfahrt nimmt. Bis zum Zeitpunkt $T = T_0 + s$ reagiert er nicht ('Schrecksekunde'!), danach bremst er sein Fahrzeug endlich mit der konstanten (maximalen) Verzögerung b ab (0 > -b = 'Beschleungigung'). Nach einer Bremsstrecke der Länge L (Bremsspur!) prallt sein Fahrzeug mit der Geschwindigkeit v_c (Unfallschaden!) auf den bereits zum Stehen gekommenen LKW auf.

Bis zu welcher Anfangsgeschwindigkeit¹² seines Fahrzeugs hätte der PKW-Fahrer den Unfall (bei gleicher Reaktionszeit, gleicher Brems-Verzögerung und Gefahrerkennung am gleichen Ort) noch verhindern können und welche Anfangsgeschwindigkeit hatte der PKW tatsächlich?

Übungsaufgabe 31 Ein Massenpunkt m mit der Ortsvektorfunktion $\mathbf{x}(t)$, der sich unter dem Einfluß einer idealen Federkraft $-\kappa \mathbf{x}(t)$ und einer zusätzlichen speziellen Reibungskraft $-\rho \dot{\mathbf{x}}(t)$ bewegt, genügt der Bewegungsgleichung

$$m\ddot{\mathbf{x}}(t) + \rho\dot{\mathbf{x}}(t) + \kappa\mathbf{x}(t) = 0.$$
 (C.1)

Man zeige, daß die entsprechende Gesamtenergie

$$E(t) \stackrel{\text{def}}{=} \frac{m}{2} |\dot{\mathbf{x}}(t)|^2 + \frac{\kappa}{2} |\mathbf{x}(t)|^2$$

(für $\rho \neq 0$) zwar nicht erhalten ist, aber der Gleichung

Version vom 26. März 2009

$$E(t_2) - E(t_1) = -\rho \int_{t_1}^{t_2} |\dot{\mathbf{x}}(t)|^2 dt \quad \forall t_1, t_2 \in \mathbb{R}$$

¹¹Man löse zunächst den Spezialfall $\mathbf{x}_0 \cdot \mathbf{C} = \mathbf{v}_0 \cdot \mathbf{C} = 0$. Der allgemeine Fall läßt sich auf diesen Spezialfall zurückführen, indem man anstelle von $\mathbf{x}(t)$ die Ortsvektorfunktion $\mathbf{x}_{\text{spez}}(t) \stackrel{\text{def}}{=} \mathbf{x}(t) - (\mathbf{x}_0 \cdot \mathbf{e} + t \, \mathbf{v}_0 \cdot \mathbf{e})\mathbf{e}$, $\mathbf{e} \stackrel{\text{def}}{=} \mathbf{C}/|\mathbf{C}|$ betrachtet.

¹²Man beachte, daß bei niedrigerer Anfangsgeschwindigkeit der Bremsvorgang (nach Ablauf der 'Schrecksekunde') in einem größeren Abstand vom Unfallpartner eingeleitet worden wäre!

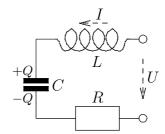
genügt. Damit beweise man (analog zu Abschnitt 3.5.1 der Vorlesung), daß $\mathbf{x}(t)$ wegen $m, \rho, \kappa \geq 0$ für t > 0 durch (C.1) und die Anfangsbedingungen

$$\mathbf{x}(0) = \mathbf{x}_0 \;, \quad \dot{\mathbf{x}}(0) = \mathbf{v}_0$$

eindeutig bestimmt ist.

Übungsaufgabe 32

Ein Kondensator C, ein Ohmscher Widerstand R und eine Induktivität L seien in Reihe an eine äußere Spannungsquelle U(t) angeschlossen:



Man zeige, daß die zeitabhängige Ladung Q(t) des Kondensators der Gleichung

$$L\ddot{Q}(t) + R\dot{Q}(t) + \frac{1}{C}Q(t) = U(t)$$
 (C.2)

genügt und somit für t > 0 durch die Anfangsbedingungen

$$Q(0) = Q_0 , \quad \dot{Q}(0) = I_0$$
 (C.3)

eindeutig bestimmt ist. 13

Übungsaufgabe 33 Sei

$$\mathcal{Q}(t) = z_+ e^{i\lambda_+ t} + z_- e^{i\lambda_- t} , \quad z_\pm, \lambda_\pm \in \mathbb{C} ,$$

und $Q(t') \neq 0$ für mindestens ein $t' \in \mathbb{R}$. Man zeige:

a) Q(t) ist im Falle $z_+ \neq 0 \neq z_-$ genau dann eine (i.a. komplexwertige) Lösung von

$$L \ddot{Q}(t) + R \dot{Q}(t) + \frac{1}{C} Q(t) = 0$$
 (C.4)

(d.h. von (C.2) zu U=0), wenn

$$\lambda_{\pm} \in \left\{ i \frac{R}{2L} + \sqrt{\frac{1}{LC} - \left(\frac{R}{2L}\right)^2}, i \frac{R}{2L} - \sqrt{\frac{1}{LC} - \left(\frac{R}{2L}\right)^2} \right\}.$$

b) Wenn Q(t) eine Lösung von (C.4), dann auch

$$Q(t) = \Re \Big(\mathcal{Q}(t) \Big) .$$

Version vom 26. März 2009 –

¹³Man untersuche die Differenz zweier Lösungen wie in Aufgabe 31.

c) Jede Anfangsbedingung

$$\mathcal{Q}(0) = Q_0 \; , \quad \dot{\mathcal{Q}}(0) = I_0$$

läßt sich durch geeignet Wahl der z_{\pm} erfüllen, wenn $\lambda_{+} \neq \lambda_{-}$.

Übungsaufgabe 34 Q(t) sei eine Lösung von (C.4). Man zeige:

(i) Im Falle
$$\frac{1}{LC} - \left(\frac{R}{2L}\right)^2 > 0$$
 ist $Q(t)$ von der Form

$$Q(t) = Q_{\varphi} e^{-\frac{R}{2L}t} \cos(\omega_0 t + \varphi) , \quad \omega_0 \stackrel{\text{def}}{=} \sqrt{\frac{1}{LC} - \left(\frac{R}{2L}\right)^2}.$$

(ii) Im Falle
$$\frac{1}{LC} - \left(\frac{R}{2L}\right)^2 < 0$$
 ist $Q(t)$ von der Form

$$Q(t) = Q_{+} e^{-\rho_{+} t} + Q_{-} e^{-\rho_{-} t}, \quad \rho_{\pm} \stackrel{\text{def}}{=} \frac{R}{2L} \pm \sqrt{\left(\frac{R}{2L}\right)^{2} - \frac{1}{LC}}.$$

(iii) Im Falle $\frac{1}{LC}-\left(\frac{R}{2L}\right)^2=0$ ist die Lösung des Anfangswertproblems

$$Q(t) = e^{-\frac{R}{2L}t} \left(Q_0 + t \left(I_0 + \frac{R}{2L} Q_0 \right) \right).$$

Man diskutiere das Ergebnis ausführlich.

Übungsaufgabe 35 Man löse das Anfangswertproblem

$$L\ddot{Q}(t) + \frac{1}{C}Q(t) = U(t)$$
, $Q(0) = Q_0$, $\dot{Q}(0) = I_0$,

für zeitlich konstante äußere Spannung $U(t)=U_0$.

Übungsaufgabe 36 Man zeige, daß die Gleichung

$$L\ddot{Q}(t) + R\dot{Q}(t) + \frac{1}{C}Q(t) = U_0 \cos(\omega t)$$

für R > 0 eine Lösung der Form

$$Q(t) = Q_{\text{part}}(t) = A \cos(\omega t - \varphi)$$

besitzt, und bestimme die Konstanten A, φ .

Man zeige außerdem, daß im Falle $\frac{1}{LC} - \frac{1}{2} \left(\frac{R}{L}\right)^2 > 0$ die Amplitude A von $Q_{\text{part}}(t)$ für die Resonanzkreisfrequenz

$$\omega = \omega_{\rm r}^Q \stackrel{\rm def}{=} \sqrt{\frac{1}{LC} - \frac{1}{2} \left(\frac{R}{L}\right)^2} ,$$

die Amplitude von $I_{\mathrm{part}}(t) = \dot{Q}_{\mathrm{part}}$ dagegen für

$$\omega = \omega_{\rm r}^I \stackrel{\rm def}{=} \frac{1}{\sqrt{LC}}$$

maximal wird.

Übungsaufgabe 37 – Seien m eine Masse, κ eine Federkonstante, ρ eine Dämpfungskonstante mit

$$\rho < \sqrt[+]{m \kappa}$$

und F(t) eine stetige von t abhängige Kraft mit

$$F(t) = 0 \quad \forall t \le 0.$$

a) Man zeige, daß

$$x(t) = c_1(t) e^{-\frac{\rho}{m}t} \sin(\omega_0 t) + c_2(t) e^{-\frac{\rho}{m}t} \cos(\omega_0 t)$$
$$= \frac{1}{m \omega_0} \int_0^t e^{-\frac{\rho}{m}(t-t')} \sin(\omega_0 (t-t')) F(t') dt',$$

mit

$$\omega_0 \stackrel{\text{def}}{=} \sqrt[t]{\frac{\kappa}{m} - \left(\frac{\rho}{m}\right)^2},$$

$$c_1(t) \stackrel{\text{def}}{=} + \frac{1}{m\omega_0} \int_0^t e^{+\frac{\rho}{m}t'} \cos(\omega_0 t') F(t') dt',$$

$$c_2(t) \stackrel{\text{def}}{=} -\frac{1}{m\omega_0} \int_0^t e^{+\frac{\rho}{m}t'} \sin(\omega_0 t') F(t') dt',$$

eine Lösung der Gleichung

$$m\ddot{x}(t) + 2\rho\dot{x}(t) + \kappa x(t) = F(t)$$

des getriebenen, gedämpften, harmonischen Oszillators ist, für die

$$x(t) = 0 \quad \forall t < 0$$

gilt.

b) Man bestimme x(t) für den Grenzfall

$$0 < F(t) \rightarrow f_0 \delta(t)$$
.

Übungsaufgabe 38 Seien m, ρ , κ und ω_0 wie in Aufgabe 37 vorgegeben und sei $\theta_{\epsilon}(t)$ eine hinreichend gutartige Einschaltfunktion:

$$\theta_{\epsilon}(t) = \begin{cases} 0 & \text{für } t \leq 0, \\ 1 & \text{für } t \geq T. \end{cases}$$

a) Man zeige, daß für

$$F(t) = F_0 \cos(\omega t)$$

eine Amplitude A>0 und eine Phase $\varphi\in\mathbb{R}$ existieren mit

$$x_{\infty}(t) \stackrel{\text{def}}{=} \lim_{\tau \to +\infty} \frac{1}{m \,\omega_0} \int_{-\tau}^t e^{-\frac{\rho}{m} \,(t-t')} \, \sin\left(\omega_0(t-t')\right) \theta_{\epsilon}(t'+\tau) \, F(t') \, \mathrm{d}t'$$
$$= A \cos(\omega \, t - \varphi) \quad \forall \, t \in \mathbb{R}$$

und

$$m \ddot{x}_{\infty}(t) + 2 \rho \dot{x}_{\infty}(t) + \kappa x_{\infty}(t) = F(t)$$
.

b) Mithilfe der Schwingungsgleichung zeige man, daß

$$A = \frac{F_0}{\sqrt[+]{(2\rho\omega)^2 + (\kappa - m\omega^2)^2}}, \quad \varphi = \arctan\frac{2\rho\omega}{\kappa - m\omega^2} \mod 2\pi.$$

gilt und man $\varphi \in (0, \pi)$ wählen kann.

c) Man zeige daß A für die **Resonanzfrequenz**

$$\omega = \sqrt[+]{\frac{\kappa}{m} - 2\left(\frac{\rho}{m}\right)^2} < \omega_0$$

maximal ist und dieser Maximalwert für $\rho \to 0$ divergiert.

Übungsaufgabe 39 Man zeige durch Anwendung des Flächensatzes auf eine entsprechende harmonische Schwingung, daß der Flächeninhalt einer Ellipse mit den Halbachsen-Längen a und b durch $\pi a b$ gegeben ist.

Übungsaufgabe 40 Gegeben seien ein offenes Zeitintervall J mit $0 \in J$ und eine stetig differenzierbare Ortsvektorfunktion $\mathbf{x}(t)$, die den Bedingungen

$$\mathbf{x}(t) \neq 0 \quad \forall \, t \in J$$

und

$$\mathbf{x}(t) \times \dot{\mathbf{x}}(t) = 0 \quad \forall t \in J$$

genüge. Man zeige:

$$\mathbf{x}(t) = |\mathbf{x}(t)| \frac{\mathbf{x}(0)}{|\mathbf{x}(0)|} \quad \forall t \in J.$$

Übungsaufgabe 41 Die Bewegungsgleichungen zweier Massenpunkte m_1 , m_2 mit den Ortsvektorfunktionen $\mathbf{x}_1(t)$, $\mathbf{x}_2(t)$ seien:

$$m_1 \ddot{\mathbf{x}}_1(t) = F\left(|\mathbf{x}_1(t) - \mathbf{x}_2(t)|\right) \frac{\mathbf{x}_1(t) - \mathbf{x}_2(t)}{|\mathbf{x}_1(t) - \mathbf{x}_2(t)|},$$

$$m_2 \ddot{\mathbf{x}}_2(t) = F\left(|\mathbf{x}_2(t) - \mathbf{x}_1(t)|\right) \frac{\mathbf{x}_2(t) - \mathbf{x}_1(t)}{|\mathbf{x}_2(t) - \mathbf{x}_1(t)|}.$$

Man zeige, daß die Ortsvektorfunktionen

$$\mathbf{x}_{s}(t) \stackrel{\text{def}}{=} \frac{m_{1} \mathbf{x}_{1}(t) + m_{2} \mathbf{x}_{2}(t)}{m_{1} + m_{2}} , \quad \mathbf{x}_{r}(t) \stackrel{\text{def}}{=} \mathbf{x}_{1}(t) - \mathbf{x}_{2}(t)$$

für Schwerpunkts- und Relativbewegung den Gleichungen

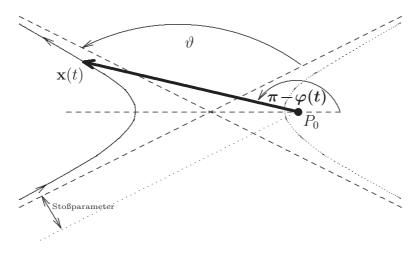
$$\ddot{\mathbf{x}}_{s}(t) = 0$$
, $\mu \ddot{\mathbf{x}}_{r}(t) = F(|\mathbf{x}_{r}(t)|) \frac{\mathbf{x}_{r}(t)}{|\mathbf{x}_{r}(t)|}$

genügen, wobei $\mu \stackrel{\text{def}}{=} \frac{m_1 m_2}{m_1 + m_2}$ die sogenannte **reduzierte Masse** bezeichnet.

Übungsaufgabe 42 Sei $\mathbf{x}(t)$ eine (2-mal stetig differenzierbare) Lösung der Bewegungsgleichung

$$m \ddot{\mathbf{x}}(t) = -m\lambda_{-} \frac{\mathbf{x}(t)}{|\mathbf{x}(t)|^3}, \quad \lambda_{-} < 0,$$
 (C.5)

für die sog. Rutherford-Streuung.



Man zeige:

a) Der Runge-Lenz-Vektor

$$\mathbf{\Lambda} \stackrel{\text{def}}{=} \frac{\dot{\mathbf{x}}(t) \times \mathbf{L}}{m\lambda_{-}} - \frac{\mathbf{x}(t)}{|\mathbf{x}(t)|}$$
 (C.6)

ist zeitlich konstant.

b) Mit den Definitionen

$$\varphi(t) \stackrel{\text{def}}{=} \angle \left(-\mathbf{\Lambda}, \mathbf{x}(t)\right), \quad \dot{\varphi}(t) \ge 0,
\epsilon \stackrel{\text{def}}{=} |\mathbf{\Lambda}|,
p \stackrel{\text{def}}{=} \frac{|\mathbf{L}|^2}{m^2 |\lambda_-|}$$
(C.7)

gilt

$$\epsilon \cos \varphi(t) > 1$$
 (C.8)

und

$$\mathbf{x}(t) = \frac{-p}{1 - \epsilon \cos \varphi(t)} \left(\cos \varphi(t) \frac{\mathbf{\Lambda}}{|\mathbf{\Lambda}|} + \sin \varphi(t) \frac{\mathbf{L} \times \mathbf{\Lambda}}{|\mathbf{L} \times \mathbf{\Lambda}|} \right) , \quad \text{falls } \mathbf{L} \neq 0 \neq \mathbf{\Lambda} . \quad (C.9)$$

c) Für den Streuwinkel ϑ gilt

$$\sin\frac{\vartheta}{2} = \frac{1}{\epsilon}.$$

Übungsaufgabe 43 Ein Massenpunkt m mit der Ortsvektorfunktion $\mathbf{x}(t)$ bzgl. P_0 bewege sich unter dem Einfluß der Schwerkraft, die ein in P_0 ruhender Massenpunkt M auf m ausübt:

$$m \ddot{\mathbf{x}}(t) = -G m M \frac{\mathbf{x}(t)}{|\mathbf{x}(t)|^3}.$$

a) Man zeige, daß sich m genau dann auf einer Kreisbahn mit dem Radius r bewegt, wenn $\dot{\mathbf{x}}(t) \perp \mathbf{x}(t)$ und

$$|\dot{\mathbf{x}}(t)| = v_{\text{kosm}}(r) \stackrel{\text{def}}{=} \sqrt{\frac{\mathrm{G}M}{r}}$$
 (1. kosmische Geschwindigkeit)

für mindestens einen Zeitpunkt (und damit für alle Zeitpunkte) gilt. 14

b) Man zeige, daß sich m genau dann von M unendlich weit entfernt, wenn

$$|\dot{\mathbf{x}}(t)| \geq \sqrt{2} \, v_{\mathrm{kosm}} \Big(|\mathbf{x}(t)| \Big)$$
 (2. kosmische Geschwindigkeit)

für mindestens einen Zeitpunkt gilt (und damit für alle Zeitpunkte).

 $^{^{14}{\}bf Hinweis:}$ In der Vorlesung wurde gezeigt, daß genau dann eine Kreisbahn vorliegt, wenn der Runge-Lenz-Vektor Null ist.

Übungsaufgabe 44 Man kann zeigen (siehe Abschnitt 4.4.2 der Vorlesung), daß der Eigendrehimpuls einer Kugel der Masse m mit dem Radius r, die sich um eine Achse in Richtung e mit der Winkelgeschwindigkeit $\dot{\varphi}(t)$ dreht, durch

$$\mathbf{L}_{\mathrm{eigen}}(t) = \frac{2}{5} \, m \, r^2 \, \boldsymbol{\omega}(t) \; , \quad \boldsymbol{\omega}(t) \stackrel{\mathrm{def}}{=} \dot{\varphi}(t) \, \mathbf{e}$$

gegeben ist. Man bestimme daraus die Bewegungsgleichung eines ebenen Schwerependels im homogenen Schwerefeld, das aus einer masselosen starren Stange besteht, an deren Pendelende eine Kugel der Masse m mit dem Radius r befestigt ist. Der Abstand des Kugelmittelpunktes zur Pendelaufhängung sei (konstant) l, die Schwerebeschleunigung \mathbf{g} .

Übungsaufgabe 45 Gegeben seien ein stetig differenzierbares Skalarfeld $g(\mathbf{x})$ und eine stetig differenzierbare Funktion F über dem Wertebereich von g. Man zeige:

$$\Phi(\mathbf{x}) \stackrel{\text{def}}{=} F(g(\mathbf{x})) \implies \operatorname{grad} \Phi(\mathbf{x}) = \left(\frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}\xi} F(\xi)\right)_{|\xi=g(\mathbf{x})} \operatorname{grad} g(\mathbf{x}).$$

Übungsaufgabe 46 Man zeige, daß jedes Vektorfeld der Form

$$\mathbf{F}(\mathbf{x}) = f(\mathbf{x} \cdot \mathbf{e}) \,\mathbf{e}$$

mit stetigem $f(\xi)$ konservativ ist und gebe ein Potential an. 16

Übungsaufgabe 47 Man zeige, daß jedes Vektorfeld der Form

$$\mathbf{F}(\mathbf{x}) = f(|\mathbf{x}|) \frac{\mathbf{x}}{|\mathbf{x}|}$$

mit stetigem $f(\xi)$ und f(0) = 0 konservativ ist und gebe ein Potential an.¹⁷

Version vom 26. März 2009

$$\operatorname{grad} |\mathbf{x}| = \frac{\mathbf{x}}{|\mathbf{x}|} \quad \forall \, \mathbf{x} \neq 0.$$

¹⁵**Hinweis:** Man beachte Abschnitt 3.4.2 der Vorlesung.

 $^{^{16}}$ Hinweis: Man beachte, daß jede stetige Funktion über \mathbb{R}^1 eine Stammfunktion besitzt.

¹⁷**Hinweis:** Man zeige zunächst

Übungsaufgabe 48 Sei ω eine Kreisfrequenz.

Man zeige mithilfe der TAYLOR-Entwicklung, daß

$$F(t) = -i \sum_{\substack{\nu=1\\\nu \text{ ungerade}}}^{\infty} \frac{1}{\nu!} (i \omega t)^{\nu}$$

die einzige Lösung des Anfangswertproblems

$$\ddot{F}(t) + \omega^2 F(t) = 0,$$

$$F(0) = 0, \quad \dot{F}(0) = \omega$$

ist.

Übungsaufgabe 49 Sei

$$F(\lambda) = \begin{cases} e^{-\frac{1}{1-(\lambda)^2}} & \text{für } \lambda \in (-1,+1) \\ 0 & \text{sonst.} \end{cases}$$

a) Man zeige induktiv, daß

$$F^{(\nu)}(\lambda) = \frac{P_{\nu}(\lambda)}{Q_{\nu}(1 - (\lambda)^{2})} F(\lambda) \quad \forall \lambda \in \mathbb{R} \setminus \{-1, +1\}$$

für alle $\nu \in \mathbb{N}$ mit geeigneten Polynomen P_{ν} und Q_{ν} gilt.

- b) Man zeige, daß $F(\lambda)$ auch an den Stellen $\lambda=\pm 1$ beliebig oft differenzierbar ist.
 - c) Man zeige, daß $F(\lambda)$ an der Stelle $\lambda = 1$ nicht Taylor-entwickelbar ist.

Übungsaufgabe 50 Man zeige, daß die Funktion $f(\lambda) = \lambda^2 \sin(\lambda^{-2})$ zwar (überall) differenzierbar, aber nicht stetig differenzierbar ist.

Übungsaufgabe 51 Ein Massenpunkt m bewege sich unter dem Einfluß einer idealen Federkraft $\mathbf{F}(\mathbf{x}(t)) = -\kappa \mathbf{x}(t)$ und einer zusätzlichen äußeren Kraft. Die resultierende Ortsvektorfunktion $\mathbf{x}(t)$ sei bekannt und erfülle die Anfangsbedingungen $\mathbf{x}(0)$, $\dot{\mathbf{x}}(0) = 0$. Man bestimme die Arbeit, die

- a) die Federkraft,
- b) die äußere Kraft

am Massenpunkt während des Zeitintervalls [0,t'] verrichtet, als Funktion von $\mathbf{x}(t')$ und $\dot{\mathbf{x}}(t')$.

Übungsaufgabe 52 Ein Experimentator bewege einen Massenpunkt m im Kraftfeld $\mathbf{F}(\mathbf{x}) = \mathbf{F}_0 - \kappa \mathbf{x}$ so, daß sich für m die Ortsvektorfunktion $\mathbf{x}(t) = \frac{1}{2} \mathbf{b} t^2$ ergibt.

Man bestimme die Arbeit, die der Experimentator am Massenpunkt während des Zeitintervalls [0, t'] verrichtet, als Funktion von \mathbf{F}_0 , κ und \mathbf{b} .

Übungsaufgabe 53 Man zeige, daß ein stetiges Zentralfeld der Form

$$\mathbf{F}(\mathbf{x}) = \Psi(\mathbf{x}) \frac{\mathbf{x}}{|\mathbf{x}|}$$

genau dann konservativ ist, wenn¹⁸ eine Funktion f existiert mit

$$\Psi(\mathbf{x}) = f(|\mathbf{x}|).$$

Übungsaufgabe 54

- a) Man bestimme das Geschwindigkeitsfeld $\mathbf{v}(\mathbf{x})$, das einer **Rotation** mit konstanter Kreisfrequenz $\omega_0 > 0$ um die x^3 -Achse bzgl. einer rechtshändigen Orthonormalbasis ($\mathbf{e}_1, \mathbf{e}_2, \mathbf{e}_3$) entspricht.
 - b) Man zeige, daß für dieses Geschwindigkeitsfeld

$$\frac{1}{\pi R^2} \int_{\mathcal{C}} \mathbf{v}(\mathbf{x}) \cdot d\mathbf{x} = 2 \,\omega_0$$

gilt, wenn \mathcal{C} der geschlossene Weg entsprechender Orientierung im Abstand R um den Koordinaten-Ursprung in der x^1, x^2 -Ebene ist.

c) Ist $\mathbf{v}(\mathbf{x})$ stetig differenzierbar?

Übungsaufgabe 55 In der Ebene mit den orthogonalen Einheitsvektoren $\mathbf{e}_1, \mathbf{e}_2$ seien folgende Wege betrachtet:

- (i) der Weg C_1 , der auf dem Kreis vom Radius R um P_0 von $R \mathbf{e}_1$ nach $R \mathbf{e}_2$ führt, ¹⁹
- (ii) der Weg C_2 der zunächst von $R \mathbf{e}_1$ geradlinig zu P_0 und von dort aus geradlinig zu $R \mathbf{e}_2$ führt.

Man bestimme die Wegintegrale des Vektorfeldes

$$\mathbf{F}(\mathbf{x}) = \mathbf{F}_0 - \kappa_1 \mathbf{x} + \kappa_2 (\mathbf{e}_1 \times \mathbf{e}_2) \times \mathbf{x}$$

über die Wege C_1 , C_2 und diskutiere das Ergebnis.

_ Version vom 26. März 2009 __

 $^{^{18}}$ Man beachte Aufgabe 47. Zum Beweis der Notwendigkeit der angegebenen Bedingung untersuche man das Wegintegral von $\mathbf{F}(\mathbf{x})$ über geschlossene Wege, die sich jeweils aus zwei Wegen in radialer Richtung und zwei Wegen konstanten Abstandes zum Bezugspunkt P_0 zusammensetzen. Dabei beachte man Lemma 4.2.5, Folgerung 4.2.8 und Gleichung (4.22) der Vorlesung.

 $^{^{19}}$ Wie üblich seien die Orte mit ihren Ortsvektoren bzgl. P_0 identifiziert.

Übungsaufgabe 56 Man berechne das Oberflächenintegral des Gravitationsfeldes

$$\mathbf{g}(\mathbf{x}) = -G M \frac{\mathbf{x}}{|\mathbf{x}|^3}$$

eines Massenpunktes M über den Rand einer Kugel mit dem Radius R, in deren Mittelpunkt sich M befindet.

Übungsaufgabe 57 Man berechne das Volumenintegral, das den Rauminhalt einer Kugel vom Radius R darstellt.

Übungsaufgabe 58 Man bestimme den Schwerpunkt²⁰

$$\frac{1}{\text{Gesamtmasse}} \int_{\text{Halbkugel}} \mu \, \mathbf{x} \, \mathrm{d}V_{\mathbf{x}}$$

einer homogenen Halbkugel mit dem Radius R und der Massendichte μ .

Übungsaufgabe 59 Man bestimme den Trägheitstensor (bzgl. des Schwerpunkts) eines homogenen Zylinders mit Gesamtmasse M, Radius R und Länge L.

Übungsaufgabe 60 Sei θ_t resp. $\mathbf{L}(t)$ der Trägheitstensor resp. Gesamtdrehimpuls eines starren Körpers \mathcal{K} zur Zeit t (bzgl. P_0), der zu diesem Zeitpunkt im Rechtsschraubensinn um eine in Richtung $\mathbf{e}(t)$ orientierte Achse durch P_0 rotiere. Man zeige:

$$\mathbf{L}(t) = |\mathbf{L}(t)| \mathbf{e}(t) \qquad \Longleftrightarrow \qquad \theta_t \Big(\mathbf{e}', \mathbf{e}(t) \Big) = 0 \quad \forall \, \mathbf{e}' \perp \mathbf{e}(t) \,.$$

Übungsaufgabe 61 Sei $\mathbf{v}(\mathbf{x})$ das (zu e parallele) Geschwindigkeitsfeld eines in P_0 fixierten Mediums, das sich in e-Richtung gleichförmig ausdehne (rotations- und scherungsfrei). Die relative Längenänderung (für e-parallele Strecken) pro Zeit sei d

a) Man bestimme $\mathbf{v}(\mathbf{x})$ und zeige ohne Verwendung des Satzes von Gauss, daß

$$\frac{1}{\text{Kugelvolumen}} \int_{\text{Kugeloberfl.}} \mathbf{v}(\mathbf{x}) \cdot d\mathbf{S}_{\mathbf{x}} = d$$

für jede Kugel mit Mittelpunkt P_0 gilt, deren Oberfläche nach außen orientiert ist.

b) Man verallgemeinere das Ergebnis für den Fall gleichmäßiger Ausdehnung (mit unterschiedlichen Geschwindigkeiten) in drei orthogonale Richtungen.

Version vom 26. März 2009

²⁰Vgl. Abschnitt 3.4.1 der Vorlesung.

Übungsaufgabe 62 Man berechne und diskutiere das Gravitationspotential einer homogenen Massenkugel mit dem Radius R und der Gesamtmasse M mithilfe des Gaussschen Gesetzes.

Übungsaufgabe 63 Ein Körper \mathcal{K} ruhe, an einem dünnen Seil hängend, ganz innerhalb einer Flüssigkeit konstanter Dichte μ und fülle dabei das einfache Raumgebiet \mathcal{G} aus.

Man beweise das sog. **Archimedische Prinzip**: Die Summe aller Oberflächenkräfte, die die Flüssigkeit auf \mathcal{K} ausübt, stimmt mit dem negativen Gewicht der von \mathcal{K} verdrängten Flüssigkeitsmenge überein, wenn man das Schwerefeld \mathbf{g} (näherungsweise) als konstant betrachtet.²¹

Übungsaufgabe 64 Man bestimme das Magnetfeld $\mathbf{H}(\mathbf{x})$, das von der stationären Stromdichte eines unendlich langen zylindrischen Stromfadens erzeugt wird, aus den MAXWELLschen Gleichungen

div
$$\mathbf{B}(\mathbf{x}) = 0$$
, rot $\mathbf{H}(\mathbf{x}) = \mathbf{j}_{\text{makr}}(\mathbf{x})$ (im S.I.)

und den offensichtlichen physikalischen Nebenbedingungen.

Übungsaufgabe 65 Man zeige, daß aus der Poincaré-Konstruktion

$$\mathbf{A}(\mathbf{x}) \stackrel{\mathrm{def}}{=} -\mathbf{x} \times \int_{0}^{1} \lambda \, \mathbf{F}(\lambda \mathbf{x}) \, \mathrm{d}\lambda$$

die Gleichung

$$\operatorname{rot} \mathbf{A}(\mathbf{x}) = \mathbf{F}(\mathbf{x}) - \mathbf{x} \int_{0}^{1} \lambda^{2} (\operatorname{div} \mathbf{F}) (\lambda \mathbf{x}) d\lambda$$

folgt, wenn das Vektorfeld $\mathbf{F}(\mathbf{x})$ stetig differenzierbar ist.

Übungsaufgabe 66 Sei $\Phi(\mathbf{x})$ ein stetig differenzierbares Skalarfeld.

Man zeige, daß in Kugelkoordinaten entspr. der Bezeichnungsweise von Abschnitt 4.3.2 der Vorlesung

$$(\operatorname{grad}\Phi)^{r} = \frac{\partial}{\partial r}\Phi,$$

$$(\operatorname{grad}\Phi)^{\vartheta} = \frac{1}{r}\frac{\partial}{\partial \vartheta}\Phi,$$

$$(\operatorname{grad}\Phi)^{\varphi} = \frac{1}{r\sin\vartheta}\frac{\partial}{\partial \varphi}\Phi$$

Version vom 26. März 2009

²¹Man schreibe die senkrechte Komponente der Summe aller Oberflächenkräfte als Oberflächenintegral und wende darauf den Satz von GAUSS an.

gilt.

Übungsaufgabe 67 Sei $\jmath(\mathbf{x})$ ein stetig differenzierbares Vektorfeld.

Man zeige, daß in Kugelkoordinaten entsprechend der Bezeichnungsweise von Abschnitt 4.3.2 der Vorlesung

$$(\operatorname{rot} \boldsymbol{\jmath})^{r} = \frac{1}{r \sin \vartheta} \frac{\partial}{\partial \vartheta} (\sin \vartheta \, \jmath^{\varphi}) - \frac{1}{r \sin \vartheta} \frac{\partial}{\partial \varphi} \jmath^{\vartheta} ,$$

$$(\operatorname{rot} \boldsymbol{\jmath})^{\vartheta} = \frac{1}{r \sin \vartheta} \frac{\partial}{\partial \varphi} \jmath^{r} - \frac{1}{r} \frac{\partial}{\partial r} (r \, \jmath^{\varphi}) ,$$

$$(\operatorname{rot} \boldsymbol{\jmath})^{\varphi} = \frac{1}{r} \frac{\partial}{\partial r} (r \, \jmath^{\vartheta}) - \frac{1}{r} \frac{\partial}{\partial \vartheta} \jmath^{r}$$

gilt²² und diskutiere dieses Ergebnis speziell für Radialfelder im Zusammenhang mit Aufgabe 53.

Übungsaufgabe 68 Sei $\jmath(\mathbf{x})$ ein stetig differenzierbares Vektorfeld. Man zeige, daß in Kugelkoodinaten

$$\operatorname{div} \boldsymbol{\jmath} = \frac{1}{r^2} \frac{\partial}{\partial r} \left(r^2 \boldsymbol{\jmath}^r \right) + \frac{1}{r \sin \vartheta} \frac{\partial}{\partial \vartheta} \left(\sin \vartheta \, \boldsymbol{\jmath}^\vartheta \right) + \frac{1}{r \sin \vartheta} \frac{\partial}{\partial \varphi} \boldsymbol{\jmath}^\varphi$$

gilt²³ und bestimme daraus das allgemeinste Zentralfeld, das im Gebiet $\mathbf{x} \neq 0$ stetig differenzierbar und quellfrei ist.

Übungsaufgabe 69 Sei $\Phi(\mathbf{x})$ ein zweimal stetig differenzierbares Skalarfeld. Man zeige, daß in Kugelkoordinaten

$$\Delta \Phi = \frac{1}{r} \left(\frac{\partial}{\partial r} \right)^2 (r \Phi) + \frac{1}{r^2 \sin \vartheta} \frac{\partial}{\partial \vartheta} \left(\sin \vartheta \frac{\partial}{\partial \vartheta} \Phi \right) + \frac{1}{r^2 \sin^2 \vartheta} \left(\frac{\partial}{\partial \varphi} \right)^2 \Phi$$

gilt, wobei $\Phi = \Phi(\mathbf{x}(r, \vartheta, \varphi))$ natürlich als Funktion von r, ϑ, φ aufzufassen ist.²⁴

Übungsaufgabe 70

 $^{^{22}}$ Man verwende Folgerung 4.3.9 der Vorlesung und die Mittelwertsätze der Differential- und Integralrechnung.

 $^{^{23}}$ Man verwende Folgerung 4.4.10 der Vorlesung und die entsprechenden Mittelwertsätze der Integralrechnung.

²⁴Man beachte die Ergebnisse der Aufgaben 66 und 68.

a) Man zeige, daß zu jedem (hinr. gutart.) Vektorfeld $\boldsymbol{\jmath}(\mathbf{x})$ genau ein **lineares** Vektorfeld der Form

$$\mathbf{\jmath}_{\text{lin}}(\mathbf{x}) = \begin{pmatrix} \jmath_{1}^{1} & \jmath_{2}^{1} & \jmath_{3}^{1} \\ \jmath_{1}^{2} & \jmath_{2}^{2} & \jmath_{3}^{2} \\ \jmath_{1}^{3} & \jmath_{2}^{3} & \jmath_{3}^{3} \end{pmatrix} \begin{pmatrix} x^{1} \\ x^{2} \\ x^{3} \end{pmatrix} \quad \text{bzgl. } (\mathbf{e}_{1}, \mathbf{e}_{2}, \mathbf{e}_{3})$$

existiert, das $\mathbf{\jmath}(\mathbf{x})$ für kleine \mathbf{x} im Sinne von

$$\sup_{0 < \|\mathbf{x}\| < 1} \frac{\left| \boldsymbol{\jmath}\left(\mathbf{x}\right) - \left(\boldsymbol{\jmath}\left(0\right) + \boldsymbol{\jmath}_{\text{lin}}(\mathbf{x})\right) \right|}{\left|\mathbf{x}\right|^{2}} < \infty$$

approximiert.²⁵

b) Man zeige, daß die Rotation von $\pmb{\jmath}_{\text{lin}}$ genau dann verschwindet, wenn

$$j_{l}^{k} = j_{k}^{l} \quad \forall l, k \in \{1, 2, 3\}$$
.

c) Man zeige:²⁶

$$j_l^k = -j_k^l \quad \forall l, k \in \{1, 2, 3\} \quad \Longleftrightarrow \quad \boldsymbol{\jmath}_{\text{lin}}(\mathbf{x}) = \frac{1}{2} (\text{rot} \, \boldsymbol{\jmath})(0) \times \mathbf{x} \,.$$

Übungsaufgabe 71 Man zeige die Gültigkeit der CAUCHY-RIEMANNschen Differentialgleichungen in ganz \mathbb{C} für f(z) = z und $f(z) = e^z$ und bestimme die komplexen Ableitungen.

Übungsaufgabe 72 Für beliebiges ganzzahliges n bestimme man — unter Voraussetzung der elementaren komplexen Differentiationsregeln — das Holomorphiegebiet und die komplexe Ableitung von

- $1. \ f(z) = z^n \,,$
- 2. $f(z) = \exp(z^n)$.

Übungsaufgabe 73 Für beliebig vorgegebene \mathcal{R} , $z_0 \in \mathbb{C}$ zeige man:

a) Im Falle $\Re(\mathcal{R}^2) > 0$ gilt

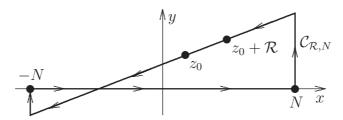
$$\lim_{N \to \infty} \int_{\mathcal{C}_{R,N}} e^{-z^2} dz = \int_{-\infty}^{+\infty} e^{-x^2} dx - \mathcal{R} \int_{-\infty}^{+\infty} e^{-(\mathcal{R}x + z_0)^2} dx$$
 (C.10)

[.] Version vom 26. März 2009

²⁵Man wende die TAYLOR-Entwicklung auf $\mathbf{j}(\mathbf{x})$ bei $\mathbf{x} = 0$ an.

²⁶Vgl. Gl. (4.33) der Vorlesung.

für die geschlossenen Wege $\mathcal{C}_{\mathcal{R},N}$ gemäß folgender Skizze:



b) Daraus folgt mit dem Cauchyschen Integralsatz:²⁷

$$\Re\left(\mathcal{R}^2\right) > 0 < \Re\left(\mathcal{R}\right) \implies \int_{-\infty}^{+\infty} e^{-(\mathcal{R}x + z_0)^2} dx = \frac{\sqrt[4]{\pi}}{\mathcal{R}}.$$

Übungsaufgabe 74 Man zeige, daß zu jedem $\psi \in \mathbb{R}$ eine in $\mathbb{Z} \setminus S_{\psi}$ holomorphe Funktion $\operatorname{sqrt}_{\psi}(z)$ existiert, für die

$$\left(\operatorname{sqrt}_{\psi}(z)\right)^2 = z \quad \forall z \in \mathbb{C} \setminus S_{\psi}$$

gilt, wobei S_{ψ} den Schnitt

$$S_{\psi} \stackrel{\text{def}}{=} \{0\} \cup \{z \in \mathbb{C} : \arg(z) = \psi \mod 2\pi\}$$

bezeichnet.

Übungsaufgabe 75 Für $z_0 \in \mathbb{C}$ mit $\Im(z_0) \notin \{+1, -1\}$ bestimme man mithilfe des Residuensatzes das (uneigentliche) Integral²⁸

$$\int_{-\infty}^{+\infty} \frac{e^{+i(x+z_0)}}{1+(x+z_0)^2} dx \stackrel{\text{def}}{=} \lim_{a \to -\infty} \int_a^0 \frac{e^{+i(x+z_0)}}{1+(x+z_0)^2} dx + \lim_{b \to +\infty} \int_0^b \frac{e^{+i(x+z_0)}}{1+(x+z_0)^2} dx.$$

Übungsaufgabe 76 Man diskutiere für reelles ψ jeweils die Umkehrfunktion $\ln_{\psi}(z)$ der auf

$$\mathcal{O}_{\psi} \stackrel{\text{def}}{=} \{x + iy : x \in \mathbb{R}, y \in (\psi - 2\pi, \psi)\}$$

eingeschränkten Exponentialfunktion und die entsprechende Verallgemeinerung der üblichen Definition

$$a^b \stackrel{\text{def}}{=} e^{b \ln(a)} \quad \forall b \in \mathbb{R} \,, \, a > 0 \,.$$

$$\frac{1}{(x+z_0)^2+1} = \frac{1}{2i} \left(\frac{1}{x+z_0-i} - \frac{1}{x+z_0+i} \right) \quad \forall x \in \mathbb{R}.$$

Version vom 26. März 2009

²⁷**Hinweis:** Zunächst bestimme man das Integral für den Spezialfall $\mathcal{R}=1, z_0=0$ durch Umformung in die Quadratwurzel eines Flächenintegrals.

²⁸**Hinweis:** Man beachte:

Übungsaufgabe 77 Gegeben sei ein Polynom Q(z) n-ten Grades mit den paarweise verschiedenen (also einfachen) Nullstellen z_1, z_2, \ldots, z_n und ein Polynom P(z) kleineren Grades.

a) Man zeige mithilfe des Fundamentalsatzes der Algebra, daß die durch

$$Q_{\nu}(z) \stackrel{\text{def}}{=} \frac{Q(z)}{z - z_{\nu}} \quad \forall z \in \mathbb{C} \,, \, \nu \in \{1, \dots, n\}$$

definierten Funktionen Q_1, \ldots, Q_n linear unabhängige Polynome (n-1)-ten Grades sind.²⁹

b) Man zeige damit die Gültigkeit der Partialbruchzerlegung

$$\frac{P(z)}{Q(z)} = \sum_{\nu=1}^{n} \frac{P(z_{\nu})}{Q'(z_{\nu})} \frac{1}{z - z_{\nu}} \quad \forall z \in \mathbb{C}.$$

c) Man bestimme explizit die Partialbruchzerlegung von

$$\frac{z^2 + z_4}{(z - z_1)(z - z_2)(z - z_3)}.$$

Übungsaufgabe 78 Sei $t_0 > 0$. Man zeige, daß die Lösung der Differentialgleichung

$$\dot{x}(t) = \frac{|x(t)|^2}{t_0 x_0}$$

zur Anfangsbedingung

$$x(0) = x_0 > 0$$

eindeutig ist und sich **nicht** über das Zeitintervall $-\infty < t < t_0$ hinaus stetig differenzierbar fortsetzen läßt.³⁰

Man gebe dafür eine 'physikalische' Erklärung.

$$\left(\sum_{\nu=1}^{n} \lambda_{\nu} Q_{\nu}(z) = 0 \quad \forall z \in \mathbb{C}\right) \quad \Longrightarrow \quad \lambda_{1} = \ldots = \lambda_{n} = 0$$

Version vom 26. März 2009

 $^{^{29}} Linear\ unabhängig\ {\rm meint},$ daß

für alle $\lambda_1,\dots,\lambda_n\in\mathbb{C}$ gilt. ³⁰**Hinweis:** $\dot{x}\,x^{-2}$ läßt sich leicht integrieren.

Übungsaufgabe 79 Seien $t_{\rm e} > 0$ eine vorgegebene Zeiteinheit, $\omega > 0$ eine Kreisfrequenz und

$$\hat{M} \stackrel{\text{def}}{=} \begin{pmatrix} 0 & 1/t_{\text{e}} \\ -\omega^2 t_{\text{e}} & 0 \end{pmatrix}.$$

Man zeige:

a) Für jede Lösung x(t) der Differentialgleichung 2. Ordnung

$$\ddot{x}(t) + \omega^2 x(t) = 0 \tag{C.11}$$

(des 1-dimensionalen, freien, ungedämpften, harmonischen Oszillators) ist

$$\mathbf{X}(t) = \begin{pmatrix} x(t) \\ t_{\mathbf{e}} \dot{x}(t) \end{pmatrix}$$

eine Lösung der vektoriellen Differentialgleichung 1. Ordnung

$$\frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}t} \begin{pmatrix} x(t) \\ t_{\mathrm{e}} \dot{x}(t) \end{pmatrix} = \hat{M} \begin{pmatrix} x(t) \\ t_{\mathrm{e}} \dot{x}(t) \end{pmatrix} . \tag{C.12}$$

- b) Für jede Lösung $\mathbf{X}(t)$ von (C.12) ist $x(t) = X^1(t)$ eine Lösung von (C.11).
- c) Mit

$$e^{\hat{M}t} \stackrel{\text{def}}{=} \sum_{\nu=0}^{\infty} \frac{1}{\nu!} \, \hat{M}^{\nu} \, t^{\nu} \quad \forall \, t \in \mathbb{R}$$

und

$$\mathbf{X}_{1}(t) \stackrel{\text{def}}{=} e^{\hat{M}t} \begin{pmatrix} 1\\0 \end{pmatrix}$$

$$\mathbf{X}_{2}(t) \stackrel{\text{def}}{=} e^{\hat{M}t} \begin{pmatrix} 0\\1 \end{pmatrix}$$

$$\forall t \in \mathbb{R}$$

gilt

$$\mathbf{X}_{1}(t) = \begin{pmatrix} \cos(\omega t) \\ -\omega t_{e} \sin(\omega t) \end{pmatrix} \\ \mathbf{X}_{2}(t) = \begin{pmatrix} \frac{\sin(\omega t)}{\omega t_{e}} \\ \cos(\omega t) \end{pmatrix} \end{cases} \forall t \in \mathbb{R}.$$

- d) $\{X_1(t), X_2(t)\}$ ist ein fundamentales Lösungssystem von (C.12).
- e) Für jede 2-mal stetig differenzierbare Lösungen x(t) von (C.11) gilt

$$\begin{pmatrix} x(t) \\ t_{e} \dot{x}(t) \end{pmatrix} = e^{\hat{M}t} \begin{pmatrix} x(0) \\ t_{e} \dot{x}(0) \end{pmatrix}$$

$$= \begin{pmatrix} \cos(\omega t) & \frac{\sin(\omega t)}{\omega t_{e}} \\ -\omega t_{e} \sin(\omega t) & \cos(\omega t) \end{pmatrix} \begin{pmatrix} x(0) \\ t_{e} \dot{x}(0) \end{pmatrix} \quad \forall t \in \mathbb{R}.$$

Übungsaufgabe 80 Man bestimme die potentielle Energie einer idealen Feder als Funktion der Federkonstanten und der Stärke der angreifenden Kraft. Man diskutiere den Grenzfall $\kappa \to \infty$ im Hinblick auf den Energiesatz für (nahezu) starre Körper.

Übungsaufgabe 81 Gegeben sei ein elastischer Draht der Länge L_0 im entspannten Zustand. Mit dem (konstanten) **Elastizitätsmodul** E_0 gelte das Hooke**sche Gesetz:**

 $F_1 = E_0 \, \frac{L_1 - L_0}{L_0}$

für die Kraft F_1 , die jeweils nötig ist, um den Draht auf die Länge L_1 zu dehnen. Man zeige, daß für die Kraft ΔF , die zusätzlich aufzuwenden ist, um den Draht auf die Gesamtlänge $L_1 + \Delta L$ zu dehnen, das Hookesche Gesetz

$$\Delta F = E_1 \, \frac{\Delta L}{L_1}$$

mit dem geänderten Elastizitätsmodul

$$E_1 \stackrel{\text{def}}{=} E_0 \frac{L_1}{L_0} = F_1 + E_0$$

gilt.

Übungsaufgabe 82 An einer homogenen Feder der Masse m, der Länge L_0 (im entspannten Zustand) und dem Elatizitätsmodul E_0 (Hooke sches Gesetz: $\triangle F = E_0 \frac{\triangle L}{L_0}$) hänge eine Masse M. Die Auslenkung desjenigen Federpunktes, der im entspannten Zustand den Abstand l von der Aufhängung hat, sei $\xi(l,t)$ (Abstand zur Zeit t also $l + \xi(l,t)$).

a) Man zeige, daß $\xi(l,t)$ der inhomogenen Wellengleichung

$$\ddot{\xi}(l,t) - \frac{E_0 L_0}{m} \xi''(l,t) = g$$

mit den Randbedingungen

$$\xi(0,t) = 0$$
, $\left(M \ddot{\xi}(l,t) + E_0 \xi'(l,t) \right)_{l=L_0} = Mg$

genügt.

b) Man zeige, daß

$$\xi_{\text{part}}(l,t) \stackrel{\text{def}}{=} -\frac{mg}{2E_0L_0}l^2 + \frac{m+M}{E_0}g\,l$$

eine (partikuläre) Lösung dieses Randwertproblems ist.

c) Man zeige daß

$$\xi(l,t) = f(l) h(t) + \xi_{\text{part}}(l,t).$$

genau dann eine zeitlich periodische Lösung des Randwertproblems von a) ist, wenn f(0) = 0 ist und eine Kreisfrequenz ω existiert mit

$$\ddot{h}(t) = -\omega^2 h(t) , \quad f''(l) = -\frac{m}{E_0 L_0} \omega^2 f(l)$$

und

$$-M \omega^2 f(L_0) + E_0 f'(L_0) = 0.$$

d) Man zeige, daß im Falle $m \ll M$ solche Lösungen tatsächlich existieren, wenn die entsprechende Kreisfrequenz ω der Bedingung

$$\omega \sqrt{\frac{m}{\kappa}} \tan \left(\omega \sqrt{\frac{m}{\kappa}}\right) = \frac{m}{M}$$

genügt, wobei

$$\kappa \stackrel{\text{def}}{=} E_0/L_0$$

die Federkonstante bezeichnet.

e) Man zeige, daß

$$\omega = \sqrt{\frac{\kappa}{M + m_{\text{eff}}}} \;, \quad 0 < m_{\text{eff}} \ll M \;,$$

diese Bedingung erfüllt, wenn die *effektive Federmasse* m_{eff} einen ganz bestimmten Wert annimmt, der etwa³¹ m/3 beträgt.

Version vom 26. März 2009

 $^{^{31}{\}rm Man}$ verwende die Näherung $\tan\epsilon \approx \epsilon + \epsilon^3/3$ für $|\epsilon| \ll 1$.

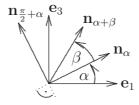
Anhang D

Lösungsvorschläge

Zu Aufgabe 1a): Die Gültigkeit von

$$\mathbf{n}_{\alpha+\beta} = \cos\beta \,\mathbf{n}_{\alpha} + \sin\beta \,\mathbf{n}_{\frac{\pi}{2}+\alpha}$$

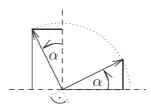
erkennt man aus folgender Skizze:



Zu Aufgabe 1b): Die Gültigkeit von

$$\sin(\frac{\pi}{2} + \alpha) = +\cos\alpha$$
, $\cos(\frac{\pi}{2} + \alpha) = -\sin\alpha$

erkennt man aus folgender Skizze:



Aus

$$\begin{array}{ll} \cos \left(\alpha + \beta\right) \mathbf{e}_{1} + \sin \left(\alpha + \beta\right) \mathbf{e}_{3} \\ &= \mathbf{n}_{\alpha + \beta} \\ &= \cos \beta \underbrace{\left(\cos \alpha \, \mathbf{e}_{1} + \sin \alpha \, \mathbf{e}_{3}\right)}_{=\mathbf{n}_{\alpha}} + \sin \beta \underbrace{\left(-\sin \alpha \, \mathbf{e}_{1} + \cos \alpha \, \mathbf{e}_{3}\right)}_{=\mathbf{n}_{\frac{\pi}{2} + \alpha}} \\ &= \left(\cos \alpha \, \cos \beta - \sin \alpha \, \sin \beta\right) \mathbf{e}_{1} + \left(\sin \alpha \, \cos \beta + \sin \beta \, \cos \alpha\right) \mathbf{e}_{3} \end{array}$$

ergibt sich durch Koeffizientenvergleich

$$\cos(\alpha + \beta) = \cos\alpha \cos\beta - \sin\alpha \sin\beta , \quad \sin(\alpha + \beta) = \sin\alpha \cos\beta + \sin\beta \cos\alpha .$$

Für $\alpha = \beta$ liefert die vorletzte Gleichung

$$\cos(2\alpha) = \cos^2 \alpha - \underbrace{\sin^2 \alpha}_{\text{PYTHAGORAS}} \underbrace{\sin^2 \alpha}_{1-\cos^2 \alpha}$$

und somit

$$\cos(2\alpha) = 2\cos^2\alpha - 1$$

bzw.

$$\cos \alpha = \sqrt{\frac{1 + \cos(2\alpha)}{2}}.$$

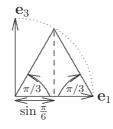
Ersetzt man in der letzten Gleichung α durch $\alpha/2$, so ergibt sich schließlich

$$\cos \frac{\alpha}{2} = \sqrt{\frac{1 + \cos \alpha}{2}} \,.$$

Zu Aufgabe 2: Die Gleichung

$$\sin\frac{\pi}{6} = \frac{1}{2}$$

erkennt man unmittelbar aus folgender Skizze:



Mit

$$\cos\frac{\pi}{6} = \sqrt{1 - \sin^2\frac{\pi}{6}}$$

folgt daraus

$$\cos \frac{\pi}{6} = \frac{1}{2} \sqrt{3}.$$

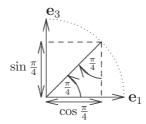
Daß aus dem Satz von Pythagoras

$$2\sin^2\frac{\pi}{4} = 1$$

und somit

$$\sin\frac{\pi}{4} = \frac{1}{\sqrt{2}} = \cos\frac{\pi}{4}$$

folgt erkennt man leicht aus folgender Skizze:



Gemäß Aufgabe 1b) folgt daraus

$$\cos\frac{\pi}{8} = \sqrt{\frac{1 + 1/\sqrt{2}}{2}} \,. \tag{D.1}$$

Aus

$$\cos^2 \frac{3\pi}{8} = \sin^2 \frac{\pi}{8}$$
$$= 1 - \cos^2 \frac{\pi}{8}$$

folgt außerdem

$$3\cos^2\frac{\pi}{8} - \cos^2\frac{3\pi}{8} = 4\cos^2\frac{\pi}{8} - 1$$

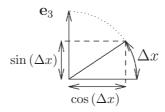
und daraus mit (D.1) schließlich:

$$3\cos^2\frac{\pi}{8} - \cos^2\frac{3\pi}{8} = 1 + \sqrt{2}.$$

Zu Aufgabe 3a): Die Gültigkeit der Ungleichung

$$(\Delta x)^2 \ge \sin^2(\Delta x) + (1 - \cos(\Delta x))^2$$

erkennt man aufgrund des Satzes von Pythagoras leicht aus folgender Skizze:



Mit

$$\sin^2(\Delta x) + \left(1 - \cos(\Delta x)\right)^2 = \underbrace{\sin^2(\Delta x) + \cos^2(\Delta x)}_{=1} - 2\cos(\Delta x) + 1$$

folgt daraus

$$(\Delta x)^2 \ge 2 \left(1 - \underbrace{\cos(\Delta x)}_{\le 1}\right) \ge 0,$$

also

$$\frac{1 - \cos(\Delta x)}{\Delta x} \le \frac{\Delta x}{2} \quad \forall \, \Delta x \ne 0$$

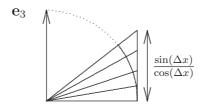
und somit

$$\lim_{0 \neq \Delta x \to 0} \frac{1 - \cos(\Delta x)}{\Delta x} = 0.$$

Zu Aufgabe 3b): Die Ungleichung

$$\Delta x \le \frac{\sin(\Delta x)}{\cos(\Delta x)}$$

wird durch polynomiale Approximation des Kreisbogens verständlich:



Daraus folgt

$$\frac{\Delta x - \sin(\Delta x)}{\Delta x} \le \frac{\sin(\Delta x)}{\cos(\Delta x)} \frac{1 - \cos(\Delta x)}{\Delta x}$$

und somit gemäß a)

$$\lim_{0 \neq \Delta x \to 0} \frac{\Delta x - \sin(\Delta x)}{\Delta x} = 0$$

bzw.

$$\lim_{0 \neq \Delta x \to 0} \frac{\sin(\Delta x)}{\Delta x} = 1.$$

Zu Aufgabe 3c): Die Aussage

$$\lim_{0 \neq \Delta x \to 0} \frac{\sin(x + \Delta x) - \sin x}{\Delta x} = \cos x \quad \forall x \in \mathbb{R}$$

folgt gemäß

$$\lim_{0 \neq \Delta x \to 0} \frac{\sin(x + \Delta x) - \sin x}{\Delta x} = \underbrace{\frac{\sin x \cos(\Delta x) + \sin(\Delta x)\cos x - \sin x}{\Delta x}}_{\text{lb}}$$
$$= \underbrace{\frac{\sin(\Delta x)}{\Delta x}\cos x + \sin x}_{\text{pl}} \underbrace{\frac{\cos(\Delta x) - 1}{\Delta x}}_{\text{pl}}$$

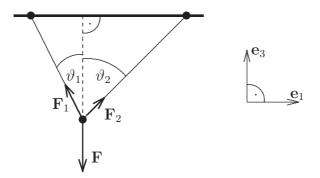
und die Aussage

$$\lim_{0 \neq \Delta x \to 0} \frac{\cos(x + \Delta x) - \cos x}{\Delta x} = -\sin x \quad \forall x \in \mathbb{R}$$

folgt gemäß

$$\lim_{0 \neq \Delta x \to 0} \frac{\cos(x + \Delta x) - \cos x}{\Delta x} = \frac{\cos x \cos(\Delta x) - \sin x \sin(\Delta x) - \cos x}{\Delta x}$$
$$= \cos x \underbrace{\frac{\cos(\Delta x) - 1}{\Delta x}}_{\text{pl}} - \sin x \underbrace{\frac{\sin(\Delta x)}{\Delta x}}_{\text{pl}}.$$

Zu Aufgabe 4a): Das physikalische Problem läßt sich wie folgt skizzieren:



Dabei sind die Seilspannungen

$$S_1 \stackrel{\text{def}}{=} |\mathbf{F}_1| , \quad S_2 \stackrel{\text{def}}{=} |\mathbf{F}_2|$$

aus der Gleichgewichtsbedingung

$$\mathbf{F} + \mathbf{F}_1 + \mathbf{F}_2 = 0$$

zu bestimmen.

Offensichtlich gilt

$$\mathbf{F} = -F \mathbf{e}_3$$
, $\mathbf{F}_1 = S_1 \mathbf{n}_{\alpha}$, $\mathbf{F}_2 = S_2 \mathbf{n}_{\beta}$

mit

$$F \stackrel{\mathrm{def}}{=} |\mathbf{F}| \ , \quad \alpha \stackrel{\mathrm{def}}{=} \frac{\pi}{2} + \vartheta_1 \ , \quad \beta \stackrel{\mathrm{def}}{=} \frac{\pi}{2} - \vartheta_2 \, .$$

Mit der Gleichgewichtsbedingung folgt daraus

$$F^1 \mathbf{e}_1 + F^3 \mathbf{e}_3 = -S_1 \mathbf{n}_{\alpha} - S_2 \mathbf{n}_{\beta}$$

für

$$F^1 = 0$$
 $F^3 = -F$, $\alpha - \beta = \vartheta_1 + \vartheta_2$

und somit gemäß der angegebenen Regel schließlich:¹

$$S_1 = \frac{\sin \vartheta_2}{\sin(\vartheta_1 + \vartheta_2)} F, \quad S_2 = \frac{\sin \vartheta_1}{\sin(\vartheta_1 + \vartheta_2)} F.$$
 (D.2)

Zu Aufgabe 4b): Man sieht leicht:

$$\begin{split} \vartheta_1 &= \vartheta_2 &\implies S_1 = S_2 \,, \\ \vartheta_1 + \vartheta_2 &= \frac{\pi}{2} \text{ fest } &\implies S_1 = F \, \cos \vartheta_1 \,, \, S_2 = F \, \cos \vartheta_2 \,, \\ \vartheta_1 &\to 0 \neq \vartheta_2 &\implies S_1 \to F \,, \, S_2 \to 0 \,, \\ \vartheta_1 + \vartheta_2 \to \pi &\implies S_1, S_2 \to \infty \,. \end{split}$$

Zu Aufgabe 5: Wenn wir mit \mathbf{e}_{Z} den dimensionslosen Einheitsvektor bezeichnen, der längs der Stabachse vom Finger des Jongleurs weg 'zeigt', dann gilt gemäß Definition der Addition von Kräften

$$\lambda \mathbf{e} = \mathbf{F} + F_{\mathbf{Z}} \mathbf{e}_{\mathbf{Z}}, \tag{D.3}$$

wobei:2

$$\begin{array}{rcl} \lambda \, \mathbf{e} & = & \mathbf{F}_{\mathrm{ges}} & = & \left\{ \begin{array}{l} \mathrm{Summe \ aller} \ (\mathrm{\ddot{a}u}\mathrm{\mbox{\it Beren}}) \ \mathrm{Kr\ddot{a}fte}, \\ \mathrm{die \ auf \ den \ Stab \ wirken} \,, \end{array} \right. \\ F_{\mathrm{Z}} \, \mathbf{e}_{\mathrm{Z}} & = & \mathbf{F}_{\mathrm{Z}} & = & \left\{ \begin{array}{l} \mathrm{Summe \ aller} \ (\mathrm{\ddot{a}u}\mathrm{\mbox{\it Beren}}) \ \mathrm{Kr\ddot{a}fte}, \\ \mathrm{die \ auf \ den \ Jongleur} \\ \mathrm{auf \ den \ Stab \ aus \ddot{u}bt} \,, \end{array} \right. \end{array}$$

für geeignete Kraftstärken λ , $F_{\rm Z}$. Das entsprechende mathematische Problem ist hier also folgendes:

Version vom 26. März 2009 — $\cos\left(\frac{\pi}{2}\pm\varphi\right) = \mp\sin\varphi \quad \forall \, \varphi \in \mathbb{R} \, .$

 $^{^2}$ Eine Bewegung längs **e** ist nur für **F** \propto **e** möglich. Damit sich der Stab nicht dreht, muß außerdem **F**_Z \propto **e**_Z gelten.

Bestimme die Kraftstärke F_Z zu gegebenen α , β und F aus (D.3).

Das vorliegende mathematische Problem ergibt sich also — bis auf elementare vektorielle Umformung — aus demjenigen von Aufgabe 4a) durch die Ersetzung

$$\begin{array}{cccc} S_1 & \longmapsto & F_{\mathbf{Z}} \\ S_2 & \longmapsto & \lambda \, , \\ \vartheta_1 & \longmapsto & \alpha \, , \\ \vartheta_2 & \longmapsto & \beta \, . \end{array}$$

Dementsprechend ergibt sich aus (D.2) die Lösung

$$F_{\rm Z} = \frac{\sin \beta}{\sin(\alpha + \beta)} F , \quad \lambda = \frac{\sin \alpha}{\sin(\alpha + \beta)} F .$$

Anmerkung: Der Fall F_Z < ist natürlich nur dann physikalisch realisierbar, wenn der Finger des Jongleurs am Stab 'klebt'.

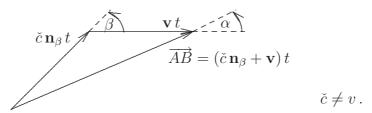
Zu Aufgabe 6a): Um möglichst schnell von A nach B zu gelangen, muß die Fähre natürlich geradlinig mit maximalem Geschwindigkeitsbetrag fahren. Daraus ergeben sich die Gleichungen

$$\underbrace{x}_{|\overrightarrow{AB}|} \sin \alpha = t \, \check{c} \, \sin \beta \,,$$

$$= |\overrightarrow{AB}|$$

$$x \cos \alpha = t \, \check{c} \, \cos \beta + v \, t \,$$
(D.4)

gemäß folgender Skizze:



Es gilt also

$$t^{2} \check{c}^{2} = (t \check{c} \sin \beta)^{2} + (t \check{c} \cos \beta)^{2}$$

$$= x^{2} \sin^{2} \alpha + (x \cos \alpha - v t)^{2}$$
(D.4)

und somit

$$t^{2} \underbrace{\left(\check{c}^{2} - v^{2}\right)}_{\hat{-} c} + t \underbrace{2 c v \cos \alpha}_{\hat{-} p} \underbrace{-x^{2}}_{\hat{-} q} = 0.$$

Gemäß Lösungshinweis folgt daraus

$$t = \frac{1}{\check{c}^2 - v^2} \left(-x v \cos \alpha \pm \sqrt{\left(x v \cos \alpha\right)^2 + x^2 \left(\check{c}^2 - v^2\right)} \right)$$

Version vom 26. März 2009

³Siehe auch Aufgabe 9.

und somit schließlich

$$t = \begin{cases} -\frac{x v \cos \alpha}{\check{c}^2 - v^2} + \sqrt[4]{\frac{x^2}{\check{c}^2 - v^2}} + \left(\frac{x v \cos \alpha}{\check{c}^2 - v^2}\right)^2 & \text{für } c > v \,, \\ -\frac{x v \cos \alpha}{\check{c}^2 - v^2} - \sqrt[4]{\frac{x^2}{\check{c}^2 - v^2}} + \left(\frac{x v \cos \alpha}{\check{c}^2 - v^2}\right)^2 & \text{für } c < v \,. \end{cases}$$

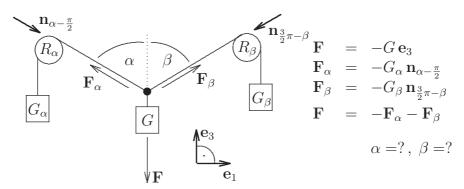
Zu Aufgabe 6b): Die Fahrzeit ist natürlich für $\beta = \pi/2$ minimal, d.h. nach (D.4) für

$$x \sin \alpha = t \check{c}, x \cos \alpha = t v$$

bzw.

$$v = c \frac{\cos \alpha}{\sin \alpha} \,.$$

Zu Aufgabe 7a): Das physikalische Problem läßt sich wie folgt skizzieren:



Das entsprechende mathematische Problem ist:

Bestimme die Winkel α und β aus der Gleichung

$$-G\mathbf{e}_{3} = G_{\alpha}\mathbf{n}_{\alpha - \frac{\pi}{2}} + G_{\beta}\mathbf{n}_{\frac{3}{2}\pi - \beta}$$
 (D.5)

zu gegebenen G, G_{α}, G_{β} .

Mit

$$\mathbf{n}_{\alpha - \frac{\pi}{2}} = \sin \alpha \, \mathbf{e}_1 - \cos \alpha \, \mathbf{e}_3 \,,$$

$$\mathbf{n}_{\frac{3}{2}\pi - \beta} = -\sin \beta \, \mathbf{e}_1 - \cos \beta \, \mathbf{e}_3$$

folgt aus (D.5):

$$G_{\alpha} \sin \alpha = G_{\beta} \sin \beta$$
, (D.6)

$$G = G_{\alpha} \cos \alpha + G_{\beta} \cos \beta. \tag{D.7}$$

Mit

$$x \stackrel{\text{def}}{=} \cos \alpha$$
, $y \stackrel{\text{def}}{=} \cos \beta$

und

$$\sin^2 \gamma + \cos^2 \gamma = 1 \quad \forall \gamma \in \mathbb{R} \tag{D.8}$$

geht das Gleichungssystem (D.6),(D.7) in

$$G_{\alpha}^{2} (1 - x^{2}) = G_{\beta}^{2} (1 - y^{2}) ,$$

 $G = G_{\alpha} x + G_{\beta} y$

über. Daraus folgen z.B. die Gleichung

$$G_{\beta}^{2} y^{2} = (G_{\beta}^{2} - G_{\alpha}^{2}) + G_{\alpha}^{2} x^{2},$$

 $G_{\beta}^{2} y^{2} = (G - G_{\alpha} x)^{2},$

die — voneinander subtrahiert —

$$\cos \alpha = \frac{G^2 - \left(G_\beta^2 - G_\alpha^2\right)}{2GG_\alpha} \tag{D.9}$$

ergeben. Aus Symmetriegründen muß entsprechend

$$\cos \beta = \frac{G^2 - \left(G_{\alpha}^2 - G_{\beta}^2\right)}{2GG_{\beta}} \tag{D.10}$$

gelten.

Zu Aufgabe 7b): Wegen

$$\cos \alpha$$
, $\cos \beta \in [0,1)$

folgt aus (D.7) unmittelbar

$$G < G_{\alpha} + G_{\beta}. \tag{D.11}$$

Da x und y nicht negativ sind, folgt aus (D.9) und (D.10) andererseits

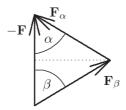
$$G^2 > \left| G_{\alpha}^2 - G_{\beta}^2 \right| . \tag{D.12}$$

Umgekehrt sieht man leicht, daß im Falle der Gültigkeit von (D.11) und (D.12) die Gleichungen (D.9) und (D.10) mit Winkeln α , $\beta \in [0, \pi/2)$ erfüllt sind, für die (D.5) gilt. Das gewünschte Gleichgewicht⁴ ist also genau dann möglich wenn die Gewichte die Ungleichungen (D.11) und (D.12) und erfüllen.

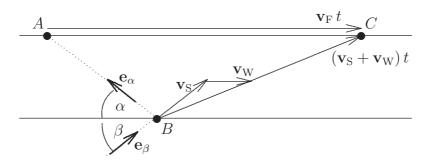
Version vom 26. März 2009

⁴Mit etwas mehr Aufwand ließe sich zeigen, daß das Gleichgewicht stabil ist.

Anmerkung: Mit geübtem Blick lassen sich die Ergebnisse zu Aufgabe 7b) auch direkt der folgenden Schnell-Lösungsskizze entnehmen:



Zu Aufgabe 8: Wenn wir mit \mathbf{v}_S die Geschwindigkeit des Schwimmers relativ zum Wasser und mit \mathbf{v}_W resp. \mathbf{v}_F die Geschwindigkeit des Wassers resp. des Fußgängers relativ zum Ufer bezeichnen, dann läßt sich die gewünschte physikalische Situation wie folgt skizzieren:



Dabei gilt also

$$\overrightarrow{BA} + \overrightarrow{AC} = \overrightarrow{BC}$$

mit

$$\overrightarrow{BA} = l \mathbf{e}_{\alpha},
\overrightarrow{AC} = v_{F} t \mathbf{e}_{1},
\overrightarrow{BC} = (v_{S} \mathbf{e}_{\beta} + v_{W} \mathbf{e}_{\alpha}) t$$

für geeignete t, l. Das mathematische Problem lautet also:

Bestimme den Zusammenhang zwischen α und β aus der Gleichung

$$l\left(\underbrace{-\cos\alpha\,\mathbf{e}_{1} + \sin\alpha\,\mathbf{e}_{3}}_{=\mathbf{e}_{\alpha}}\right) + v_{F}t\,\mathbf{e}_{1} = \left(v_{S}\left(\underbrace{\cos\beta\,\mathbf{e}_{1} + \sin\beta\,\mathbf{e}_{3}}_{=\mathbf{e}_{\beta}}\right) + v_{W}\,\mathbf{e}_{1}\right)t.$$
(D.13)

zu den vorgegeben $v_{\rm F}, v_{\rm W}, v_{\rm S}$.

Aus (D.13) folgt mit den üblichen Umformungen

$$(-l\cos\alpha + v_F t - v_S \cos\beta t - v_W t) \mathbf{e}_1 + (l\sin\alpha - v_S t \sin\beta) \mathbf{e}_3 = 0$$

und somit

$$\frac{l}{t}\cos\alpha = v_{\rm S}\cos\beta + (v_{\rm W} - v_{\rm F}) ,$$

$$\frac{l}{t} = v_{\rm S}\frac{\sin\beta}{\sin\alpha} ,$$

also

$$\cot \alpha = \cot \beta + \frac{v_{\rm W} - v_{\rm F}}{v_{\rm S} \sin \beta}. \tag{D.14}$$

Mit

$$x \stackrel{\text{def}}{=} \sin \beta$$

folgt aus (D.14) für die vorgegebenen Werte

$$\cot \alpha = \frac{\sqrt{1 - x^2}}{x} - \frac{1}{2x}$$

und somit

$$1 + 2x \cot \alpha = 2\sqrt{1 - x^2}.$$

Durch Quadrieren beider Seiten und elementare Umformung ergibt sich weiter

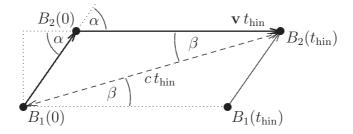
$$x^{2} + \frac{\cot \alpha}{1 + \cot^{2} \alpha} x - \frac{3}{4(1 + \cot^{2} \alpha)} = 0$$

und somit schließlich

$$\sin \beta = -\frac{1}{2} \frac{\cot \alpha}{1 + \cot^2 \alpha} + \sqrt{\frac{3}{4(1 + \cot^2 \alpha)} - \frac{1}{4} \left(\frac{\cot \alpha}{1 + \cot^2 \alpha}\right)^2}.$$
 (D.15)

Probe: Im Falle $\alpha=\frac{\pi}{2}$ sollte $\cos\beta=\frac{v_{\rm F}-v_{\rm w}}{v_{\rm S}}=\frac{1}{2}$ gelten. Im Einklang damit liefert (D.15) in diesem Falle $\sin\beta=\sqrt{\frac{3}{4}}=\sqrt{1-\left(\frac{1}{2}\right)}$.

Zu Aufgabe 9: Zunächst wollen wir die Zeit t_{hin} bestimmen, die C benötigt, um B_2 von B_1 aus zu erreichen:



Mit $B_j(t)$ sei jeweils der Ort bezeichnet, an dem sich B_j zur Zeit t befindet. Für

$$\mathbf{x} \stackrel{\text{def}}{=} \overline{B_1(0)B_2(0)}$$

gilt dann

$$t_{\rm hin} c \sin \beta = |\mathbf{x}| \sin \alpha \,, \tag{D.16}$$

$$t_{\rm hin} c \cos \beta = |\mathbf{x}| \cos \alpha + |\mathbf{v}| t_{\rm hin}$$
 (D.17)

und somit

$$|\mathbf{x}|^{2} \cos^{2} \alpha + 2 |\mathbf{x}| t_{\text{hin}} |\mathbf{v}| \cos \alpha + t_{\text{hin}}^{2} |\mathbf{v}|^{2} = t_{\text{hin}}^{2} c^{2} \cos^{2} \beta$$

$$= t_{\text{hin}}^{2} c^{2} (1 - \sin^{2} \beta)$$

$$= t_{\text{hin}}^{2} c^{2} - |\mathbf{x}|^{2} \sin^{2} \alpha.$$
(D.16)

Mit $|\mathbf{x}| |\mathbf{v}| \cos \alpha = \mathbf{x} \cdot \mathbf{v}$ und (D.8) folgt daraus

$$\left(t_{\text{hin}} - \frac{\mathbf{x} \cdot \mathbf{v}}{c^2 - |\mathbf{v}|^2}\right)^2 = \frac{|\mathbf{x}|^2}{c^2 - |\mathbf{v}|^2} + \left(\frac{\mathbf{x} \cdot \mathbf{v}}{c^2 - |\mathbf{v}|^2}\right)^2. \tag{D.18}$$

C kann seine Aufgabe natürlich nur dann erfüllen, wenn

$$c > |\mathbf{v}|$$

gilt und dann folgt aus (D.18)

$$t_{\text{hin}} = \underbrace{\frac{\mathbf{x} \cdot \mathbf{v}}{c^2 - |\mathbf{v}|^2} + \sqrt{\frac{|\mathbf{x}|^2}{c^2 - |\mathbf{v}|^2} + \left(\frac{\mathbf{x} \cdot \mathbf{v}}{c^2 - |\mathbf{v}|^2}\right)^2}_{>0}.$$

Man sieht leicht, daß die Zeit $t_{\text{rück}}$, die C benötigt, um B_1 aus wieder zu B_2 zurückzukommen, dadurch ergibt, daß man $\mathbf{x} \cdot \mathbf{v}$ durch $-\mathbf{x} \cdot \mathbf{v}$ ersetzt. Für

$$t_{\rm ges} \stackrel{\rm def}{=} t_{\rm hin} + t_{\rm r\ddot{u}ck}$$

ergibt sich damit

$$t_{\text{ges}} = 2\sqrt{\frac{\left|\mathbf{x}\right|^2}{c^2 - \left|\mathbf{v}\right|^2}} + \left(\frac{\mathbf{x} \cdot \mathbf{v}}{c^2 - \left|\mathbf{v}\right|^2}\right)^2,$$

also

$$t_{\text{ges}} = 2 \frac{|\mathbf{x}|}{c} \frac{\sqrt{1 - \left(\frac{|\mathbf{v}|}{c} \sin \alpha\right)^2}}{1 - \left(\frac{|\mathbf{v}|}{c}\right)^2}.$$

Anmerkung: Man beachte die Analogie zum MICHELSON-MORLEY-Experiment:

 $B_1 = \text{Lichtquelle im Labor}.$

 $B_2 =$ Spiegel im Labor.

C = Lichtwellenzug.

(siehe z.B. Abschnitt 1.1.2 von (Lücke, rel)).

Zu Aufgabe 10a): (V1) folgt gemäß

$$\begin{aligned} \mathbf{v}_1 \hat{+} \mathbf{v}_2 &= \mathcal{N}^{-1} \Big(\mathcal{N}(\mathbf{v}_1) + \mathcal{N}(\mathbf{v}_2) \Big) \\ &= \mathcal{N}^{-1} \Big(\mathcal{N}(\mathbf{v}_2) + \mathcal{N}(\mathbf{v}_1) \Big) \\ &= \mathbf{v}_2 \hat{+} \mathbf{v}_1 \,. \end{aligned}$$

(V2) folgt gemäß

$$\begin{split} \left(\mathbf{v}_{1} \hat{+} \mathbf{v}_{2}\right) \hat{+} \mathbf{v}_{3} &= \mathcal{N}^{-1} \Big(\mathcal{N} (\mathbf{v}_{1} \hat{+} \mathbf{v}_{2}) + \mathcal{N} (\mathbf{v}_{3}) \Big) \\ &= \mathcal{N}^{-1} \Big(\Big(\mathcal{N} (\mathbf{v}_{1}) + \mathcal{N} (\mathbf{v}_{2}) \Big) + \mathcal{N} (\mathbf{v}_{3}) \Big) \\ &= \mathcal{N}^{-1} \Big(\mathcal{N} (\mathbf{v}_{1}) + \Big(\mathcal{N} (\mathbf{v}_{2}) + \mathcal{N} (\mathbf{v}_{3}) \Big) \Big) \\ &= \mathcal{N}^{-1} \Big(\mathcal{N} (\mathbf{v}_{1}) + \mathcal{N} (\mathbf{v}_{2} \hat{+} \mathbf{v}_{3}) \Big) \\ &= \mathbf{v}_{1} \hat{+} \Big(\mathbf{v}_{2} \hat{+} \mathbf{v}_{3} \Big) . \end{split}$$

(V3)–(V5) gelten unverändert. (V6) folgt gemäß

$$(\lambda_{1}\mathbf{v}) + (\lambda_{2}\mathbf{v}) = \mathcal{N}^{-1} \Big(\mathcal{N}(\lambda_{1}\mathbf{v}) + \mathcal{N}(\lambda_{2}\mathbf{v}) \Big)$$

$$= \mathcal{N}^{-1} \Big((\lambda_{1}\mathcal{N}(\mathbf{v})) + (\lambda_{2}\mathcal{N}(\mathbf{v})) \Big)$$

$$= \mathcal{N}^{-1} \Big((\lambda_{1} + \lambda_{2}) \mathcal{N}(\mathbf{v}) \Big)$$

$$= (\lambda_{1} + \lambda_{2}) \mathcal{N}^{-1} \Big(\mathcal{N}(\mathbf{v}) \Big)$$

$$= (\lambda_{1} + \lambda_{2}) \mathbf{v}.$$

(V7) folgt gemäß

$$\lambda \left(\mathbf{v}_{1} + \mathbf{v}_{2}\right) = \lambda \mathcal{N}^{-1} \left(\mathcal{N}(\mathbf{v}_{1}) + \mathcal{N}(\mathbf{v}_{2})\right)$$

$$= \mathcal{N}^{-1} \left(\lambda \left(\mathcal{N}(\mathbf{v}_{1}) + \mathcal{N}(\mathbf{v}_{2})\right)\right)$$

$$= \mathcal{N}^{-1} \left(\lambda \mathcal{N}(\mathbf{v}_{1}) + \lambda \mathcal{N}(\mathbf{v}_{2})\right)$$

$$= \mathcal{N}^{-1} \left(\mathcal{N}(\lambda \mathbf{v}_{1}) + \mathcal{N}(\lambda \mathbf{v}_{2})\right)$$

$$= \lambda \mathbf{v}_{1} + \lambda \mathbf{v}_{2}.$$

Zu Aufgabe 10b): Die Behauptung folgt Dank der Rückeindeutigkeit von $\mathcal N$ gemäß

$$\mathbf{v}_1 + \mathbf{v}_2 = \mathbf{v}_1 \hat{+} \mathbf{v}_2 \iff \mathcal{N}(\mathbf{v}_1 + \mathbf{v}_2) = \mathcal{N}(\mathbf{v}_1 \hat{+} \mathbf{v}_2)$$

mit

$$\mathcal{N}\left(\mathbf{v}_1 \hat{+} \mathbf{v}_2\right) = \mathcal{N}(\mathbf{v}_1) + \mathcal{N}(\mathbf{v}_2) \ .$$

Zu Aufgabe 10c): Wegen

$$\mathbf{v} \neq 0 \implies \mathbf{e} \cdot \frac{\mathbf{v}}{|\mathbf{v}|} \leq \underbrace{|\mathbf{e}| \left| \frac{\mathbf{v}}{|\mathbf{v}|} \right|}_{=1}$$

gilt

$$\mathbf{v} \neq 0 \implies \mathcal{N}_{\mathbf{e}}(\mathbf{v}) \neq 0$$

also

$$\mathcal{N}_{\mathbf{e}}(\mathbf{v}) = 0 \implies \mathbf{v} = 0.$$

Für $\mathbf{v}_1 \neq 0 \neq \mathbf{v}_2$ gilt andererseits

$$0 \neq \mathcal{N}_{\mathbf{e}}(\mathbf{v}_j) \propto \mathbf{v}_j \quad \forall j \in \{1, 2\}$$

und somit

$$\mathcal{N}_{\mathbf{e}}(\mathbf{v}_1) = \mathcal{N}_{\mathbf{e}}(\mathbf{v}_2) \implies \mathbf{v}_1 \propto \mathbf{v}_2 \implies \left| \mathbf{e} \cdot \frac{\mathbf{v}_1}{|\mathbf{v}_1|} \right| = \underbrace{\left| \mathbf{e} \cdot \frac{\mathbf{v}_2}{|\mathbf{v}_2|} \right|}_{\leq 1}.$$

Daraus folgt

$$\mathcal{N}_{\mathbf{e}}(\mathbf{v}_1) = \mathcal{N}_{\mathbf{e}}(\mathbf{v}_2) \implies \mathbf{v}_1 = \mathbf{v}_2$$
.

 $\mathcal{N}_{\mathbf{e}}$ ist also rückeindeutig. Die Gleichung

$$\underline{\mathcal{N}_{\mathbf{e}}(\lambda \, \mathbf{v}) = \lambda \, \mathcal{N}_{\mathbf{e}}(\mathbf{v})}$$

folgt direkt aus der Definition von $\mathcal{N}_{\mathbf{e}}$ mit

$$\mathbf{v} \neq 0 \implies \left| \mathbf{e} \cdot \frac{\lambda \mathbf{v}}{|\lambda \mathbf{v}|} \right| = \left| \mathbf{e} \cdot \frac{\mathbf{v}}{|\mathbf{v}|} \right|.$$

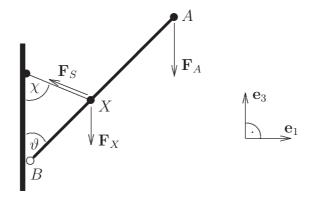
Daß $\mathcal{N}_{\mathbf{e}}$ <u>nicht additiv</u> ist, erkennt man z.B. aus

$$0 \neq \mathbf{v}_{1} \propto \mathbf{e} , \quad 0 \neq \mathbf{v}_{2} \perp \mathbf{e}$$

$$\implies \mathcal{N}_{\mathbf{e}}(\mathbf{v}_{1} + \mathbf{v}_{2}) = \left(2 - \left|\mathbf{e} \cdot \frac{\mathbf{v}_{1}}{|\mathbf{v}_{1} + \mathbf{v}_{2}|}\right|\right) (\mathbf{v}_{1} + \mathbf{v}_{2})$$

$$= \mathcal{N}_{\mathbf{e}}(\mathbf{v}_{1}) + \mathcal{N}_{\mathbf{e}}(\mathbf{v}_{2}) + \underbrace{\mathbf{v}_{1} - \frac{|\mathbf{v}_{1}|}{|\mathbf{v}_{1} + \mathbf{v}_{2}|} (\mathbf{v}_{1} + \mathbf{v}_{2})}_{\neq 0}.$$

Zu Aufgabe 11: Das physikalische Problem läßt sich wie folgt skizzieren:



Dabei läßt sich die Seilspannung $S = |\mathbf{F}_S|$ aus der **Drehmomentbilanz**

$$\overrightarrow{BX} \times (\mathbf{F}_S + \mathbf{F}_X) + \overrightarrow{BA} \times \mathbf{F}_A = 0$$
 (D.19)

bzgl. des Drehpunktes B bestimmen:

Wegen

$$\mathbf{F}_{A} = -F_{A} \mathbf{e}_{3},$$

$$\mathbf{F}_{X} = -F_{X} \mathbf{e}_{3},$$

$$\mathbf{F}_{S} = S \mathbf{n}_{\frac{\pi}{2} + \chi} = S \left(-\sin \chi \mathbf{e}_{1} + \cos \chi \mathbf{e}_{3} \right),$$

$$\overrightarrow{BX} = \underbrace{L_{1}}_{\stackrel{\text{def}}{=} |\overrightarrow{BX}|} \mathbf{n}_{\frac{\pi}{2} - \vartheta} = L_{1} \left(\sin \vartheta \mathbf{e}_{1} + \cos \vartheta \mathbf{e}_{3} \right),$$

$$\overrightarrow{BA} = \underbrace{L_{2}}_{\stackrel{\text{def}}{=} |\overrightarrow{BA}|} \mathbf{n}_{\frac{\pi}{2} - \vartheta} = L_{2} \left(\sin \vartheta \mathbf{e}_{1} + \cos \vartheta \mathbf{e}_{3} \right)$$

ist nämlich (D.19) äquivalent zu

$$L_1 \left(\sin \vartheta \, \mathbf{e}_1 + \cos \vartheta \, \mathbf{e}_3 \right) \times \left(-S \sin \chi \, \mathbf{e}_1 + \left(S \cos \chi - F_X \right) \, \mathbf{e}_3 \right)$$

$$+ L_2 \left(\sin \vartheta \, \mathbf{e}_1 + \cos \vartheta \, \mathbf{e}_3 \right) \times \left(-F_A \, \mathbf{e}_3 \right)$$

was wegen

$$\mathbf{e}_3 \times \mathbf{e}_1 = \mathbf{e}_2 = -\mathbf{e}_1 \times \mathbf{e}_3$$
, $\mathbf{e}_1 \times \mathbf{e}_1 = \mathbf{e}_1 \times \mathbf{e}_1 = 0$

wiederum äquivalent ist zu

$$-L_1 \sin \vartheta (S \cos \chi - F_X) - L_1 \cos \vartheta S \sin \chi + L_2 F_A \sin \vartheta = 0.$$

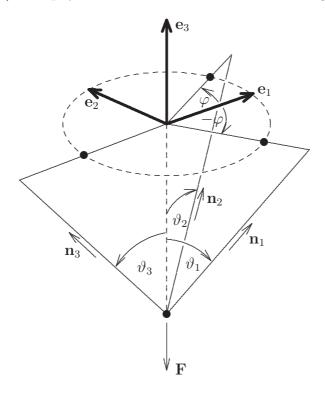
Daraus folgt

$$-L_1 S \sin(\vartheta + \chi) + L_1 F_X \sin\vartheta + L_2 F_A \sin\vartheta = 0$$

(Hebelgesetz) und somit schließlich

$$S = \frac{\sin \vartheta}{\sin (\vartheta + \chi)} \frac{\left| \overrightarrow{BX} \right| |\mathbf{F}_X| + \left| \overrightarrow{BA} \right| |\mathbf{F}_A|}{\left| \overrightarrow{BX} \right|}.$$

Zu Aufgabe 12a): Die physikalische Situation läßt sich wie folgt skizzieren:



Die Spannung S_3 des in Richtung \mathbf{n}_3 gespannten Seils ergibt sich aus der **Gleichgewichtsbedingung**

$$S_1 \mathbf{n}_1 + S_2 \mathbf{n}_2 + S_3 \mathbf{n}_3 + \mathbf{F} = 0$$

durch Bildung des inneren Produkts mit $\mathbf{n}_1 \times \mathbf{n}_2$:

$$S_3 (\mathbf{n}_1 \times \mathbf{n}_2) \cdot \mathbf{n}_3 = -(\mathbf{n}_1 \times \mathbf{n}_2) \cdot \mathbf{F}.$$
 (D.20)

Aus

$$\mathbf{n}_{1} \times \mathbf{n}_{2} = \begin{pmatrix} -\sin \vartheta_{1} \sin \varphi \cos \vartheta_{2} - \sin \vartheta_{2} \sin \varphi \cos \vartheta_{1} \\ \dots \\ \sin \vartheta_{1} \cos \varphi \sin \vartheta_{2} \sin \varphi + \sin \vartheta_{2} \cos \varphi \sin \vartheta_{1} \sin \varphi \end{pmatrix}$$

$$= \begin{pmatrix} -\sin (\vartheta_{1} + \vartheta_{2}) \\ \dots \\ 2\sin \vartheta_{1} \sin \vartheta_{2} \cos \varphi \end{pmatrix} \sin \varphi$$

folgt

 $(\mathbf{n}_1 \times \mathbf{n}_2) \cdot \mathbf{n}_3 = \sin(\vartheta_1 + \vartheta_2) \sin \vartheta_3 \sin \varphi + 2 \sin \vartheta_1 \sin \vartheta_2 \cos \varphi \cos \vartheta_3 \sin \varphi$ sowie

$$(\mathbf{n}_1 \times \mathbf{n}_2) \cdot \mathbf{F} = -2 |\mathbf{F}| \sin \vartheta_1 \sin \vartheta_2 \cos \varphi \sin \varphi$$

und somit aus (D.20)

$$S_3 = \frac{|\mathbf{F}| \sin \theta_1 \sin \theta_2 \cos \varphi}{\sin \theta_1 \sin \theta_2 \cos \theta_3 \cos \varphi + \frac{1}{2} \sin (\theta_1 + \theta_2) \sin \theta_3}$$

(im Einklang mit dem Resultat von Abschnitt 1.3.3 der Vorlesung).

Zu Aufgabe 12b):

- 1. Im Grenzfall $\vartheta_3 \to 0$ ergibt sich $S_3 = |F|$, d.h. Seil 3 trägt die gesamte Last wie zu erwarten.
- 2. Für $\varphi = 0$, $\vartheta_1 = \vartheta_2$ ergibt sich

$$S_3 = \frac{|\mathbf{F}| \sin^2 \vartheta_1}{\sin^2 \vartheta_1 \cos \vartheta_3 + \sin \vartheta_1 \cos \vartheta_1 \sin \vartheta_3}$$
$$= \frac{|\mathbf{F}| \sin \vartheta_1}{\sin (\vartheta_1 + \vartheta_3)}.$$

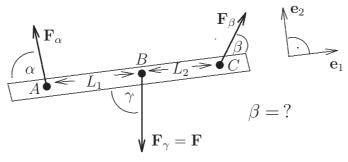
Das entspricht dem Ergebnis von Aufgabe 4a) (mit ϑ_3 statt ϑ_2), weil jetzt die Seile 1 und 2 wie ein einziges Seil wirken.

3. Im Falle $\vartheta_3 = \frac{\pi}{2}$ ergibt sich

$$S_3 = \frac{2 |\mathbf{F}| \sin \theta_1 \sin \theta_2 \cos \varphi}{\sin (\theta_1 + \theta_2)}.$$

Bei konstantem $\cos \varphi \neq 0$ konvergiert das — wie zu erwarten — für $\vartheta_1, \vartheta_2 \to \frac{\pi}{2}$ gegen Unendlich.

Zu Aufgabe 13: Hier seien die Richtungsvektoren $\mathbf{e}_1, \mathbf{e}_2$ gemäß folgender Skizze gewählt:



Die Gleichgewichtsbedingungen lauten gemäß 2.2.3:

$$\begin{array}{rcl} \mathbf{F}_{\alpha} + \mathbf{F}_{\beta} + \mathbf{F}_{\gamma} & = & 0 \; , \\ \overrightarrow{BA} \times \mathbf{F}_{\alpha} + \overrightarrow{BC} \times \mathbf{F}_{\beta} & = & 0 & \quad (\text{,Hebelgesetz" bzgl. } B) \; . \end{array}$$

Mit

$$F_{\alpha} \stackrel{\text{def}}{=} |\mathbf{F}_{\alpha}| , \quad \mathbf{e}_{\alpha} \stackrel{\text{def}}{=} \frac{\mathbf{F}_{\alpha}}{F_{\alpha}}$$

und entsprechenden Definitionen für \mathbf{e}_{β} , \mathbf{e}_{γ} lautet das mathematische Problem hier also:

Bestimme β zu vorgegebenen $\alpha, \gamma, L_1, L_2, F_{\gamma}$ aus den Gleichungen

$$F_{\alpha} \mathbf{e}_{\alpha} + F_{\beta} \mathbf{e}_{\beta} + F_{\gamma} \mathbf{e}_{\gamma} = 0, \qquad (D.21)$$

$$(-L_1 \mathbf{e}_1) \times (F_{\alpha} \mathbf{e}_{\alpha}) + (L_2 \mathbf{e}_1) \times (F_{\beta} \mathbf{e}_{\beta})$$
 (D.22)

und

$$\mathbf{e}_{\alpha} = -\cos \alpha \, \mathbf{e}_{1} + \sin \alpha \, \mathbf{e}_{2} ,
\mathbf{e}_{\beta} = +\cos \beta \, \mathbf{e}_{1} + \sin \beta \, \mathbf{e}_{2} ,
\mathbf{e}_{\gamma} = -\cos \gamma \, \mathbf{e}_{1} - \sin \gamma \, \mathbf{e}_{2} .$$
(D.23)

Zunächst folgt aus (D.21) und (D.23)

$$(F_{\beta}\cos\beta - F_{\alpha}\cos\alpha - F_{\gamma}\cos\gamma)\mathbf{e}_1 + (F_{\alpha}\sin\alpha + F_{\beta}\sin\beta - F_{\gamma}\sin\gamma)\mathbf{e}_2 = 0$$

und somit

$$F_{\beta} \cos \beta = F_{\alpha} \cos \alpha + F_{\gamma} \cos \gamma,$$
 (D.24)

$$F_{\gamma} \sin \gamma = F_{\alpha} \sin \alpha + F_{\beta} \sin \beta. \tag{D.25}$$

Aus (D.22) und (D.23) folgt andererseits

$$(-L_1 \mathbf{e}_1) \times (F_\alpha \sin \alpha \mathbf{e}_2) + (L_2 \mathbf{e}_1) \times (F_\beta \sin \beta \mathbf{e}_2) = 0$$

und somit

$$L_1 \sin \alpha F_{\alpha} = L_2 \sin \beta F_{\beta}. \tag{D.26}$$

Aus (D.25) und (D.26) folgt daraus

$$F_{\gamma} \sin \gamma = F_{\alpha} \sin \alpha + \frac{L_1}{L_2} F_{\alpha} \sin \alpha ,$$

also

$$F_{\alpha} = \frac{F_{\gamma} \sin \gamma}{\left(1 + \frac{L_1}{L_2}\right) \sin \alpha}, \qquad \left(\alpha \in (0, \frac{\pi}{2})\right).$$

Daraus folgt mit (D.26) resp. (D.24)

$$F_{\beta} \sin \beta = \frac{L_1}{L_2} \frac{F_{\gamma} \sin \gamma}{1 + \frac{L_1}{L_2}}$$

resp.

$$F_{\beta} \cos \beta = F_{\gamma} \left(\cos \gamma + \frac{\sin \gamma}{1 + \frac{L_1}{L_2}} \cot \alpha \right).$$

Aus den letzten beiden Gleichungen folgt schließlich

$$\tan \beta = \frac{L_1}{L_2} \frac{1}{\cot \alpha + \left(1 + \frac{L_1}{L_2}\right) \cot \gamma}.$$

Anmerkungen:

- 1. Die Unabhängigkeit des Winkels β von F_{γ} ist auch direkt aus (D.21),(D.22) ablesbar.
- 2. Für $\gamma = \frac{\pi}{2}$, $L_1 = L_2$ ergibt sich erwartungsgmäß $\beta = \alpha$.

Zu Aufgabe 14: Dank der Eigenschaften des Vektorprodukts gilt

$$\mathbf{A} \times \mathbf{B} = \sum_{\substack{j,k=1\\3\\j \neq k}}^{3} A^{j} B^{k} \, \mathbf{b}_{j} \times \mathbf{b}_{k}$$

$$= \sum_{\substack{j,k=1\\j \neq k}}^{3} A^{j} B^{k} \, \mathbf{b}_{j} \times \mathbf{b}_{k}$$

$$= (A^{1} B^{2} - A^{2} B^{1}) \, \mathbf{b}_{1} \times \mathbf{b}_{2} + (A^{1} B^{3} - A^{3} B^{1}) \, \mathbf{b}_{1} \times \mathbf{b}_{3}$$

$$+ (A^{2} B^{3} - A^{3} B^{2}) \, \mathbf{b}_{2} \times \mathbf{b}_{3} +$$

und somit

$$\frac{\mathbf{A} \times \mathbf{B}}{\mathbf{b}_1 \cdot (\mathbf{b}_2 \times \mathbf{b}_3)} = \begin{pmatrix} A^2 B^3 - A^3 B^2 \\ A^3 B^1 - A^1 B^3 \\ A^1 B^2 - A^2 B^1 \end{pmatrix} \quad \text{bzgl. } (\mathbf{b}^1, \mathbf{b}^2, \mathbf{b}^3)$$

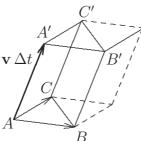
für die Vektoren

$$\mathbf{b}^1 = \frac{\mathbf{b}_2 \times \mathbf{b}_3}{\mathbf{b}_1 \cdot (\mathbf{b}_2 \times \mathbf{b}_3)} \;, \quad \mathbf{b}^2 = \frac{\mathbf{b}_3 \times \mathbf{b}_1}{\mathbf{b}_1 \cdot (\mathbf{b}_2 \times \mathbf{b}_3)} \;, \quad \mathbf{b}^3 = \frac{\mathbf{b}_1 \times \mathbf{b}_2}{\mathbf{b}_1 \cdot (\mathbf{b}_2 \times \mathbf{b}_3)}$$

der in (2.29) definierten **reziproken** Basis.

Zu Aufgabe 15: Die Teile des Mediums, die zwischen den Zeitpunkten t und $t + \Delta t > t$ durch das Dreieck mit den Eckpunkten A, B, C hindurchtreten, nehmen zur

Zeit $t + \Delta t$ den halben Spat mit den Eckpunkten A, B, C, A', B', C' gemäß folgender Skizze ein:



Dieses Gebiet hat das Volumen

$$\left| (\mathbf{v} \, \Delta t) \cdot \frac{1}{2} \left(\overrightarrow{AB} \times \overrightarrow{AC} \right) \right| = |\mathbf{v} \cdot \mathbf{S} \, \Delta t| \ .$$

Der gesuchte Strom ist somit

$$J = \frac{\rho \left(\mathbf{v} \cdot \mathbf{S} \,\Delta t \right)}{\Delta t} \,,$$

also

$$J = \boldsymbol{\jmath} \cdot \mathbf{S}$$

— bei entsprechender Vorzeichenkonvention.

Zu Aufgabe 16: Die Behauptung

$$\mathbf{S}_1 + \ldots + \mathbf{S}_4 = 0 \tag{D.27}$$

folgt z.B. aus

$$2\mathbf{S}_{1} = \overrightarrow{P_{2}P_{3}} \times \overrightarrow{P_{2}P_{4}}
= \left(\overrightarrow{P_{1}P_{3}} - \overrightarrow{P_{1}P_{2}}\right) \times \left(\overrightarrow{P_{1}P_{4}} - \overrightarrow{P_{1}P_{2}}\right)
= \underbrace{P_{1}P_{3} \times P_{1}P_{4}}_{=-2\mathbf{S}_{2}} - \underbrace{P_{1}P_{2} \times P_{1}P_{4}}_{=2\mathbf{S}_{3}} - \underbrace{P_{1}P_{3} \times P_{1}P_{2}}_{=2\mathbf{S}_{4}} + \underbrace{P_{1}P_{2} \times P_{1}P_{2}}_{=0}.$$

Physikalisch läßt sich das folgendermaßen interpretieren:

Bei einer konstanten, homogenen Strömung mit der Stromdichte $\boldsymbol{\jmath}$ muß alle Substanz, die durch eine Dreiecksfläche — etwa die durch P_1, P_2, P_3 gegebene — eintritt, durch die anderen Dreiecksflächen wieder austreten. Dementsprechend muß

$$-\boldsymbol{\jmath}\cdot\mathbf{S}_4=\boldsymbol{\jmath}\cdot\mathbf{S}_1+\boldsymbol{\jmath}\cdot\mathbf{S}_2+\boldsymbol{\jmath}\cdot\mathbf{S}_3\quad\forall\,\boldsymbol{\jmath}\,,$$

also

$$\boldsymbol{\jmath} \cdot (\mathbf{S}_1 + \ldots + \mathbf{S}_4) = 0 \quad \forall \, \boldsymbol{\jmath}$$

gelten, woraus (D.27) folgt.

Zu Aufgabe 17: Für

$$z_j = \underbrace{A_j}_{\geq 0} e^{i \varphi_j} , \quad \varphi_j \in \mathbb{R} ,$$

gilt

$$z_1 + z_2 = e^{i\varphi_1} \left(A_1 + A_2 e^{i(\varphi_2 - \varphi_1)} \right)$$

und somit

$$\arg (z_1 + z_2) = \varphi_1 + \arg \left(A_1 + A_2 e^{i(\varphi_1 - \varphi_2)} \right) \mod 2\pi$$

$$= \varphi_1 + \arctan \left(\frac{\Im \left(A_1 + A_2 e^{i(\varphi_1 - \varphi_2)} \right)}{\Re \left(A_1 + A_2 e^{i(\varphi_1 - \varphi_2)} \right)} \right) \mod \pi$$

$$= \varphi_1 + \arctan \left(\frac{A_2 \sin \left(\varphi_2 - \varphi_1 \right)}{A_1 + A_2 \cos \left(\varphi_2 - \varphi_1 \right)} \right) \mod \pi$$

sowie

$$|z_1 + z_2|^2 = |A_1 + A_2 e^{i(\varphi_1 - \varphi_2)}|^2$$

$$= (A_1 + A_2 \cos(\varphi_2 - \varphi_1))^2 + (A_2 \sin(\varphi_2 - \varphi_1))^2$$

$$= A_1^2 + 2 A_1 A_2 \cos(\varphi_2 - \varphi_1) + A_2^2.$$

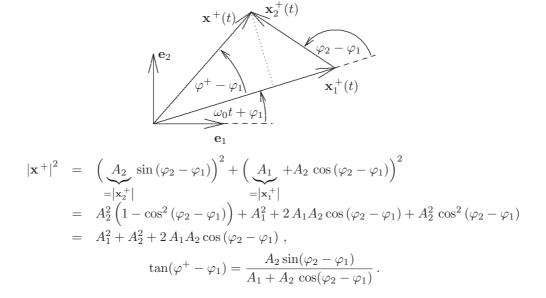
Mit

$$|z_j| = A_j$$
, $\arg(z_j) = \varphi_j \mod 2\pi$

folgt daraus die Behauptung.

Zu Aufgabe 18: Die Behauptung folgt mit den entsprechenden Identifizierungen aus Aufgabe 17.

Anmerkung: Die Behauptung ist aber auch anschaulich leicht zu verstehen:



Zu Aufgabe 19: Für
$$z^{\pm} = |z^{\pm}| e^{i \varphi^{\pm}}$$
 gilt

$$z^{+} e^{+i\omega t} + z^{-} e^{-i\omega t}$$

$$= |z^{+}| e^{+i(\omega t + \varphi^{+})} + |z^{-}| e^{-i(\omega t - \varphi^{-})}$$

$$= e^{i\delta} (|z^{+}| e^{+i(\omega t + \varphi_{0})} + |z^{-}| e^{-i(\omega t + \varphi_{0})})$$

$$= e^{i\delta} ((|z^{+}| + |z^{-}|) \cos(\omega t + \varphi_{0}) + (|z^{+}| - |z^{-}|) \sin(\omega t + \varphi_{0}))$$

und somit die Behauptung.

Zu Aufgabe 20: Aus

$$\mathbf{x}^{\pm}(t) = A^{\pm} e^{\pm i \left(\omega_0 t + \varphi^{\pm}\right)}$$

und

$$\delta \stackrel{\text{def}}{=} \frac{\varphi^+ - \varphi^-}{2} , \quad \varphi_0 \stackrel{\text{def}}{=} \frac{\varphi^+ + \varphi^-}{2}$$

folgt gemäß Aufgabe 19

$$\mathbf{x}^{+}(t) + \mathbf{x}^{-}(t) = (A^{+} e^{+i(\omega_{0} t + \varphi_{0})} + A^{-} e^{-i(\omega_{0} t + \varphi_{0})}) e^{i\delta}$$
$$= (A^{+} + A^{-}) \cos(\omega_{0} t + \varphi_{0}) e^{i\delta} + (A^{+} - A^{-}) \cos(\omega_{0} t + \varphi_{0}) i e^{i\delta}.$$

Mit

$$e^{i\delta} = \cos \delta \mathbf{e}_1 + \sin \delta \mathbf{e}_2$$
, $i e^{i\delta} = -\sin \delta \mathbf{e}_1 + \cos \delta \mathbf{e}_2$

ergeben sich daraus die Behauptungen.

Anmerkungen:

1. Natürlich läßt sich die Aufgabe — etwas komplizierter — auch ohne Verwendung der komplexen Zahlen lösen:

Aufgrund der Additionstheoreme (2.38) und (2.39) ergibt sich mit

$$\underbrace{\omega_0 t + \underbrace{\varphi^+ + \varphi^-}_{2}}_{\psi(t) \stackrel{\text{def}}{=}} \pm \underbrace{\underbrace{\varphi^+ - \varphi^-}_{2}}_{\psi(t) \stackrel{\text{def}}{=}} = \omega_0 t + \varphi^{\pm}$$

für die Kreisbewegungen:

$$\mathbf{x}^{\pm} = A^{\pm} \left(\left(\cos \psi(t) \cos (\pm \delta) - \sin \psi(t) \sin (\pm \delta) \right) \mathbf{e}_{1} \right.$$
$$\left. \pm \left(\sin \psi(t) \cos (\pm \delta) + \cos \psi(t) \sin (\pm \delta) \right) \mathbf{e}_{2} \right).$$

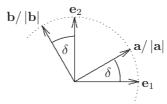
Daraus folgen die Behauptungen gemäß

$$\mathbf{x}^{+}(t) + \mathbf{x}^{-}(t)$$

$$= \cos \psi(t) \left(A^{+} (\cos \delta \mathbf{e}_{1} + \sin \delta \mathbf{e}_{2}) + A^{-} \left(\cos(-\delta) \mathbf{e}_{1} - \sin(-\delta) \mathbf{e}_{2} \right) \right)$$

$$= \cos \psi(t) \left(A^{+} + A^{-} \right) \underbrace{\left(\cos \delta \mathbf{e}_{1} + \sin \delta \mathbf{e}_{2} \right)}_{=\mathbf{a}/|\mathbf{a}|} + \sin \psi(t) \left(A^{+} - A^{-} \right) \underbrace{\left(-\sin \delta \mathbf{e}_{1} + \cos \delta \mathbf{e}_{2} \right)}_{=\mathbf{b}/|\mathbf{b}|}.$$

2. Die Lage der Hauptachsen ${\bf a}\,,{\bf b}$ der Bahnellipse entspricht folgender Skizze für $\delta>0$:



Zu Aufgabe 21: Für

$$\mathbf{x}^{\pm}(t) = \frac{A}{2} \left(\cos \left(\omega_0 t + \varphi \right) \mathbf{e} \pm \sin \left(\omega_0 t + \varphi \right) \mathbf{e}_{\perp} \right)$$

folgt offensichtlich

$$\mathbf{x}^{+}(t) + \mathbf{x}^{-}(t) = A \cos(\omega_0 t + \varphi) \mathbf{e}. \tag{D.28}$$

Im Falle $\mathbf{e}=\mathbf{e}_1$ ist damit die Behauptung bereits bewiesen. Im allgemeinen Falle existiert ein $\delta\in\mathbb{R}$ mit

$$\mathbf{e} = \cos \delta \, \mathbf{e}_1 + \sin \delta \, \mathbf{e}_2 \,.$$

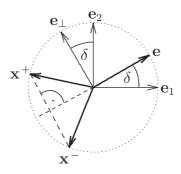
Dann folgt (D.28) entsprechend Aufgabe für 20

$$\mathbf{x}^{\pm} = A^{\pm} \left(\cos \left(\omega_0 t + \varphi^{\pm} \right) \mathbf{e}_1 \pm \sin \left(\omega_0 t + \varphi^{\pm} \right) \mathbf{e}_2 \right)$$

mit

$$A^+ = A^- = \frac{A}{2} , \quad \varphi^{\pm} \stackrel{\text{def}}{=} \varphi \pm \delta .$$

Das entspricht folgender Skizze:



Zu Aufgabe 22: Nach Aufgabe 21 existieren Kreisschwingungen

$$\mathbf{x}_{j}^{\pm}(t) \stackrel{\text{def}}{=} A_{j}^{\pm} \left(\cos(\omega_{0}t + \varphi_{j}^{\pm}) \mathbf{e}_{1} \pm \sin(\omega_{0}t + \varphi_{j}^{\pm}) \mathbf{e}_{2} \right)$$

mit

$$\mathbf{x}_{j}(t) = \mathbf{x}_{j}^{+}(t) + \mathbf{x}_{j}^{-}(t) \quad \forall j \in \{1, 2\} .$$

Nach Aufgabe 18 ist $\mathbf{x}(t)$ somit eine Überlagerung der in Aufgabe 20 angegebenen Form, also eine zweidimensionale harmonische Schwingung.

Im Falle $\mathbf{b}_1 = \mathbf{b}_2 = \mathbf{e}_1$ gilt

$$\mathbf{x}(t) = \left(\mathbf{e}_1 \cdot \left(\mathbf{x}_1^+(t) + \mathbf{x}_2^+(t)\right)\right) \mathbf{e}_1$$

mit

$$A_j^+ = A_j , \quad \varphi_j^+ = \varphi_j .$$

Gemäß Aufgabe 18 folgt daraus dann

$$\mathbf{x}(t) = A \cos(\omega_0 t + \varphi) \,\mathbf{e}_1$$

mit

$$A = \sqrt{(A_1)^2 + (A_2)^2 + 2A_1A_2\cos(\varphi_2 - \varphi_1)},$$

$$\varphi = \varphi_1 + \arctan\left(\frac{A_2\sin(\varphi_2 - \varphi_1)}{A_1 + A_2\cos(\varphi_2 - \varphi_1)}\right).$$

Zu Aufgabe 23: Die geforderten Anfangsbedingungen für

$$\mathbf{x}(t) \stackrel{\text{def}}{=} \cos\left(\omega_0(t-t_0) + \chi_c\right)\mathbf{c} + \cos\left(\omega_0(t-t_0) + \chi_d\right)\mathbf{d}$$

sind

$$\begin{pmatrix} c \cos \chi_c \\ d \cos \chi_d \end{pmatrix} = \underline{\mathbf{x}}(t_0) = \underline{\mathbf{x}}_0 = \begin{pmatrix} x_0^1 \\ x_0^2 \end{pmatrix} \quad \text{bzgl. } (\mathbf{b}_1, \mathbf{b}_2)$$

und

$$\begin{pmatrix} c \,\omega_0 \, \sin \chi_c \\ d \,\omega_0 \, \sin \chi_d \end{pmatrix} = \dot{\mathbf{x}}(t_0) = \mathbf{v}_0 = \begin{pmatrix} v_0^1 \\ v_0^2 \end{pmatrix} \quad \text{bzgl. } (\mathbf{b}_1, \mathbf{b}_2) \ .$$

Zu vorgegebenen x_0^j , v_0^j sind also c, d, χ_c, χ_d so zu wählen, daß die Gleichungen

$$\begin{pmatrix} c \cos \chi_c \\ d \cos \chi_d \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} x_0^1 \\ x_0^2 \end{pmatrix} , \quad \begin{pmatrix} c \omega_0 \sin \chi_c \\ d \omega_0 \sin \chi_d \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} v_0^1 \\ v_0^2 \end{pmatrix}$$

gelten. Letztere sind aber äquivalent zu den Gleichungen

$$c\begin{pmatrix} \cos \chi_c \\ \sin \chi_c \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} x_0^1 \\ v_0^1/\omega_0 \end{pmatrix} , \quad d\begin{pmatrix} \cos \chi_d \\ \sin \chi_d \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} x_0^2 \\ v_0^2/\omega_0 \end{pmatrix} ,$$

die sich offensichtlich erfüllen lassen.

Zu Aufgabe 24a): Die Abbildung

$$\mathbf{x}(t) \longmapsto \mathbf{x}(t) \times \mathbf{e}_3$$

ist eine Drehung um den Winkel $\pi/2$ im Linksschraubensinn relativ zu der längs \mathbf{e}_3 gerichteten Drehachse. Das entspricht einer Drehung in der \mathbf{e}_1 - \mathbf{e}_2 -Ebene im Uhrzeigersinn um den Winkel $\pi/2$. Die komplexe Schreibweise für diese Abbildung ist deshalb

$$z(t) \longmapsto -i z(t)$$

und dementsprechend gilt

$$\frac{q}{m}\dot{\mathbf{x}}(t) \times (B\,\mathbf{e}_3) = \frac{q\,B}{m}\frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}t}\,\mathbf{x}(t) \times \mathbf{e}_3$$

$$\stackrel{?}{=} \frac{q\,B}{m}\frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}t}\Big((-i\,z(t)\Big)$$

$$= -i\,\frac{q\,B}{m}\,\dot{z}(t).$$

Mit $\ddot{\mathbf{x}}(t) = \ddot{z}(t)$ folgt daraus die Behauptung.

Zu Aufgabe 24b): Mit

$$C \stackrel{\text{def}}{=} \frac{q B}{m}$$

folgt aus der komplex geschriebenen Bewegungsgleichung

$$\frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}t} \left(e^{+iCt} \dot{z}(t) \right) = \underbrace{iC e^{+iCt}}_{=\left(\frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}t} e^{+iCt}\right)} \dot{z}(t) + e^{+iCt} \underbrace{\frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}t} \dot{z}(t)}_{=-iC\dot{z}(t)}$$

$$= 0.$$

Also muß $e^{+iCt}\dot{z}(t)$ gemäß Lemma 3.3.1 zeitlich konstant sein und deshalb

$$\dot{z}(t) = e^{-iCt} \dot{z}(0)$$

gelten. Daraus folgt

$$\frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}t} \left(z(t) - \frac{i}{C} e^{-iCt} \dot{z}(0) \right) = 0$$

und dementsprechend die zeitliche Konstanz von

$$z(t) - \frac{i}{C} e^{-iCt} \dot{z}(0),$$

also

$$z(t) - \frac{i}{C} e^{-iCt} \dot{z}(0) = z(0) - \frac{i}{C} \dot{z}(0)$$

und somit

$$z(t) = \frac{i}{C} \left(e^{-iCt} \dot{z}(0) - \dot{z}(0) \right) + z(0)$$
 (D.29)

$$= z(0) - \frac{i}{C}\dot{z}(0) + \frac{1}{C}\left(i\cos(Ct) + \sin(Ct)\right)\dot{z}(0).$$
 (D.30)

Zu Aufgabe E24c): Da die Multiplikation mit i einer Drehung im entgegengesetzten Uhrzeigersinn um $\pi/2$, also für Linearkombinationen \mathbf{a} von \mathbf{e}_1 und \mathbf{e}_2 der Transformation

$$\mathbf{a} \longmapsto \mathbf{e}_3 \times \mathbf{a}$$

entspricht,⁵ bedeutet (D.30) in reller Schreibweise:

$$\mathbf{x}(t) = \mathbf{x}(0) - \frac{1}{C} \mathbf{e}_3 \times \dot{\mathbf{x}}(0) + \frac{|\dot{\mathbf{x}}(0)|}{C} \left(\cos\left(C t\right) \mathbf{e}_3 \times \frac{\dot{\mathbf{x}}(0)}{|\dot{\mathbf{x}}(0)|} + \sin\left(C t\right) \frac{\dot{\mathbf{x}}(0)}{|\dot{\mathbf{x}}(0)|}\right).$$

 $\mathbf{x}(t)$ ist also die Ortsvektorfunktion einer gleichförmigen Kreisbewegung mit der Kreisfrequenz $|C| = \frac{|q|B}{m}$, auf einem Kreis mit dem Radius $\frac{|m\dot{\mathbf{x}}(0)|}{|q|B}$ in der \mathbf{e}_1 - \mathbf{e}_2 -Ebene, dessen Mittelpunkt den Ortsvektor $\mathbf{x}(0) - \frac{1}{C}\mathbf{e}_3 \times \dot{\mathbf{x}}(0)$ hat. Die Drehung erfolgt im Links- resp. Rechtssschraubensinne relativ zu \mathbf{e}_3 (ist also vom Typ \mathbf{x}^+ resp. \mathbf{x}^- im Sinne von Aufgabe 20) wenn q > 0 resp. q < 0 ist.

Zu Aufgabe 25: Sei F = 0, also

$$\mathbf{E} = -\mathbf{v} \times \mathbf{B} \,. \tag{D.31}$$

Dann folgt daraus

$$\mathbf{E} \cdot \mathbf{B} = 0 \tag{D.32}$$

und

$$\mathbf{E} \times \mathbf{B} = \mathbf{B} \times (\mathbf{v} \times \mathbf{B})$$
$$= |\mathbf{B}|^2 \mathbf{v} - (\mathbf{B} \cdot \mathbf{v}) \mathbf{B},$$

also

$$\mathbf{v} - \frac{\mathbf{E} \times \mathbf{B}}{|\mathbf{B}|^2} \propto \mathbf{B} \,.$$
 (D.33)

Umgekehrt folgt aus (D.33) und (D.32)

$$0 = \mathbf{B} \times \left(\mathbf{v} - \frac{\mathbf{E} \times \mathbf{B}}{|\mathbf{B}|^2} \right)$$
$$= \mathbf{B} \times \mathbf{v} - \frac{\mathbf{B} \times (\mathbf{E} \times \mathbf{B})}{|\mathbf{B}|^2}$$
$$= -\mathbf{v} \times \mathbf{B} - \mathbf{E}$$

und somit (D.31), d.h. $\mathbf{F} = 0$.

Zu Aufgabe 26: Sei e_3 senkrecht zur Bahnebene. Wegen $\dot{\mathbf{x}}(t) \neq 0$ folgt damit aus

$$\ddot{\mathbf{x}}_{\perp}(t) \perp \mathbf{e}_3, \dot{\mathbf{x}}(t)$$

Version vom 26. März 2009

5Vgl. Lösung zu Aufgabe 24a).

die Existenz einer Funktion C(t) mit

$$\ddot{\mathbf{x}}_{\perp}(t) = \dot{\mathbf{x}}(t) \times \left(C(t) \, \mathbf{e}_3 \right)$$

und somit

$$\underline{\underline{\ddot{\mathbf{x}}(t)}} \quad \stackrel{=}{\underset{\text{Vorauss.}}{=}} \quad \underline{\ddot{\mathbf{x}}_{\perp}(t)}$$

$$= \quad \underline{\dot{\mathbf{x}}(t) \times \mathbf{C}(t)}$$

sowie

$$0 = \frac{\mathrm{d}}{\mathrm{Vorauss.}} \frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}t} |\ddot{\mathbf{x}}(t)|$$

$$= \frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}t} (|\dot{\mathbf{x}}(t)| |\mathbf{C}(t)|)$$

$$= \left(\frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}t} |\dot{\mathbf{x}}(t)|\right) |\mathbf{C}(t)| + |\dot{\mathbf{x}}(t)| \frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}t} |\mathbf{C}(t)|$$

für

$$\mathbf{C}(t) \stackrel{\text{def}}{=} C(t) \mathbf{e}_3$$
.

Mit

$$\ddot{\mathbf{x}}_{\parallel}(t) = 0 \implies \frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}t} |\dot{\mathbf{x}}(t)| = 0$$

und $|\dot{\mathbf{x}}(t)| \neq 0$ folgt daraus die Behauptung.

Zu Aufgabe 27: Jede andere Parametrisierung der vorgegebenen Bahnkurve entspricht gemäß Folgerung 4.2.3 einer Ortsvektorfunktion der Form

$$\mathbf{x}'(t) = \mathbf{x}(f(t)).$$

Die Kettenregel liefert dafür

$$\dot{\mathbf{x}'}(t) = \dot{f}(t) \underbrace{\dot{\mathbf{x}}(t')_{|_{t'=f(t)}}}_{=\dot{\mathbf{x}}\left(f(t)\right)}$$

sowie

$$\frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}t} \frac{\dot{\mathbf{x}}(f(t))}{\left|\dot{\mathbf{x}}(f(t))\right|} = \dot{f}(t) \left(\frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}t'} \frac{\dot{\mathbf{x}}(t')}{\left|\dot{\mathbf{x}}(t')\right|}\right)_{|_{t'=f(t)}}$$

und somit

$$\left| \frac{1}{|\dot{\mathbf{x}}'(t)|} \frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}t} \frac{\dot{\mathbf{x}}'(t)}{|\dot{\mathbf{x}}'(t)|} \right| = \left| \frac{1}{|\dot{f}(t)\dot{\mathbf{x}}(t')|} \dot{f}(t) \frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}t'} \frac{\dot{\mathbf{x}}(t')}{|\dot{\mathbf{x}}(t')|} \right|_{|t'=f(t)}$$

$$= \underbrace{\left| \frac{\dot{f}(t)}{|\dot{f}(t)|} \right|}_{=1} \left| \frac{1}{|\dot{\mathbf{x}}(t')|} \frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}t'} \frac{\dot{\mathbf{x}}(t')}{|\dot{\mathbf{x}}(t')|} \right|_{|t'=f(t)}.$$

Damit ist die Behauptung bewiesen.

Zu Aufgabe 28: Daß eine Kreisbahn konstante Krümmung hat, wurde in der Vorlesung gezeigt. Es ist also nur noch zu zeigen, daß aus der Konstanz der Krümmung die Kreisförmigkeit der Bahn folgt:

Parametrisiert man \mathcal{C} so, daß

$$|\dot{\mathbf{x}}(t)| = \text{konstant},$$
 (D.34)

dann ist die Konstanz der Krümmung äquivalent zu

$$|\ddot{\mathbf{x}}(t)| = \text{konstant}$$
 (D.35)

und außerdem gilt

$$0 = \frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}t} \left| \dot{\mathbf{x}}(t) \right|^2 = 2 \dot{\mathbf{x}}(t) \cdot \ddot{\mathbf{x}}(t).$$

Aus letzterem folgt

$$\ddot{\mathbf{x}}(t) = \dot{\mathbf{x}}(t) \times \mathbf{C}(t)$$

mit geeignetem, zur Bahn senkrechtem C(t). Mit (D.34), (D.35) und

$$|\dot{\mathbf{x}}(t) \times \mathbf{C}(t)| = |\dot{\mathbf{x}}(t)| |\mathbf{C}(t)|$$

folgt daraus

$$\ddot{\mathbf{x}}(t) = \dot{\mathbf{x}}(t) \times \mathbf{C}$$
, **C** senkrecht zur Bahn. (D.36)

Die Bahn \mathcal{C} ist im Falle (D.34) genau dann kreisförmig, wenn

$$\mathbf{x}(t) = \mathbf{y} - \rho_{\mathcal{C}} \, \frac{\ddot{\mathbf{x}}(t)}{|\ddot{\mathbf{x}}(t)|}$$

gilt, d.h. wenn der Bahnpunkt stets den konstanten Abstand $\rho_{\mathcal{C}}$ vom Kreismittelpunkt mit dem Ortsvektor y hat. Für die Kreisförmigkeit ist also nur noch

$$\frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}t} \left(\mathbf{x}(t) + \rho_{\mathcal{C}} \frac{\ddot{\mathbf{x}}(t)}{|\ddot{\mathbf{x}}(t)|} \right) = 0$$

zu zeigen. Das folgt aber aus

$$\frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}t} \ddot{\mathbf{x}}(t) = \ddot{\mathbf{x}}(t) \times \mathbf{C} \qquad (D.37)$$

$$= \left(\dot{\mathbf{x}}(t) \times \mathbf{C}\right) \times \mathbf{C} \qquad (D.38)$$

$$= \left(D.36\right) - |\mathbf{C}|^2 \dot{\mathbf{x}}(t) \qquad (D.39)$$

$$= \left(\dot{\mathbf{x}}(t) \times \mathbf{C}\right) \times \mathbf{C} \tag{D.38}$$

$$= \frac{-|\mathbf{C}|^2 \dot{\mathbf{x}}(t)}{(\mathbf{D}.36)} \tag{D.39}$$

Version vom 26. März 2009

⁶Siehe Beispiel (i) in 3.3.1.

und

$$\frac{\rho_{\mathcal{C}}}{|\ddot{\mathbf{x}}|} = \left(\frac{|\dot{\mathbf{x}}|}{|\ddot{\mathbf{x}}|}\right)^{2}$$

$$= (D.36) \qquad |\mathbf{C}|^{-2}.$$

Zu Aufgabe 29: Mit $\mathbf{x}(t)$ ist offensichtlich auch

$$\mathbf{x}_{\perp}(t) \stackrel{\text{def}}{=} \mathbf{x}(t) - t\left(\mathbf{e}_3 \cdot \dot{\mathbf{x}}(0)\right) \mathbf{e}_3 , \quad \mathbf{e}_3 \stackrel{\text{def}}{=} \frac{\mathbf{C}}{|\mathbf{C}|} ,$$
 (D.40)

Lösung von

$$\ddot{\mathbf{x}}(t) = \dot{\mathbf{x}}(t) \times \mathbf{C} \,, \tag{D.41}$$

wobei nun aber

$$\mathbf{C} \cdot \dot{\mathbf{x}}_{\perp}(t) = 0 \quad \forall t \in \mathbb{R}$$

gilt, da $\mathbf{C} \cdot \dot{\mathbf{x}}(t)$ nach (D.41) zeitlich konstant ist. Gemäß Aufgabe 28 beschreibt $\mathbf{x}_{\perp}(t)$ also eine gleichförmige Kreisbewegung in einer zu \mathbf{C} senkrechten Ebene, die im **Links**schraubensinne relativ zu \mathbf{C} abläuft. Wir interessieren uns nur für den nicht trivialen Fall

$$\mathbf{v}_{\perp} \stackrel{\mathrm{def}}{=} \dot{\mathbf{x}}_{\perp}(0) \neq 0$$
.

Dann ist $\mathbf{x}_{\perp}(t)$ also von der Form

$$\mathbf{x}_{\perp}(t) = \mathbf{y} - \rho \left(\cos(\underbrace{\omega_0}_{>0} t + \varphi_0) \mathbf{e}_1 - \sin(\omega_0 t + \varphi_0) \mathbf{e}_2 \right),$$

wobei

$$\mathbf{e}_2 \ \stackrel{\mathrm{def}}{=} \ rac{\mathbf{v}_\perp}{|\mathbf{v}_\perp|} \ , \quad \mathbf{e}_1 \ \stackrel{\mathrm{def}}{=} \ \mathbf{e}_2 imes \mathbf{e}_3 \, .$$

Mit

$$\frac{1}{\rho} = \frac{\ddot{\mathbf{x}}_{\perp}}{|\dot{\mathbf{x}}_{\perp}|^{2}}$$

$$= \frac{|\mathbf{C}|}{|\dot{\mathbf{x}}_{\perp}|}$$

$$= \frac{|\mathbf{C}|}{|\mathbf{v}_{\perp}|}$$

und

$$\omega_0 = \frac{\mathbf{v}_{\perp}}{\rho} = |\mathbf{C}|$$

folgt dann, im Einklang mit dem Ergebnis von Aufgabe E24c),

$$\mathbf{x}_{\perp}(t) = \mathbf{y} - \frac{|\mathbf{v}_{\perp}|}{|\mathbf{C}|} \left(\cos\left(|\mathbf{C}| t + \varphi_0\right) \frac{\mathbf{v}_{\perp} \times \mathbf{C}}{|\mathbf{v}_{\perp} \times \mathbf{C}|} - \sin\left(|\mathbf{C}| t + \varphi_0\right) \frac{\mathbf{v}_{\perp}}{|\mathbf{v}_{\perp}|} \right).$$

Die Anfangsbedingung

$$\dot{\mathbf{x}}(0) = \mathbf{v}_{\perp}
= |\mathbf{v}_{\perp}| \sin \varphi_0 \frac{\mathbf{v}_{\perp} \times \mathbf{C}}{|\mathbf{v}_{\perp} \times \mathbf{C}|} + \cos \varphi_0 \mathbf{v}_{\perp}$$

ist offensichtlich nur für

$$\sin \varphi_0 = 0$$
, $\cos \varphi_0 = 1$

erfüllt. Mit (D.40) ergibt sich somit:

$$\mathbf{x}(t) = t \left(\frac{\mathbf{C}}{|\mathbf{C}|} \cdot \dot{\mathbf{x}}(0) \right) \frac{\mathbf{C}}{|\mathbf{C}|} + \mathbf{y}$$
$$-\frac{|\dot{\mathbf{x}}_{\perp}(0)|}{|\mathbf{C}|} \left(\cos\left(|\mathbf{C}| t\right) \frac{\dot{\mathbf{x}}(0) \times \mathbf{C}}{|\dot{\mathbf{x}}(0) \times \mathbf{C}|} - \sin\left(|\mathbf{C}| t\right) \frac{\dot{\mathbf{x}}_{\perp}(0)}{|\dot{\mathbf{x}}_{\perp}(0)|} \right).$$

y ist dabei eindeutig durch die Anfangsbedingung festgelegt zu

$$\mathbf{y} = \mathbf{x}(0) + \frac{|\dot{\mathbf{x}}_{\perp}(0)|}{|\mathbf{C}|} \frac{\dot{\mathbf{x}}(0) \times \mathbf{C}}{|\dot{\mathbf{x}}(0) \times \mathbf{C}|}.$$

Anmerkung: In der komplexen Schreibweise läßt sich $z(t) \stackrel{\text{def}}{=} \mathbf{x}_{\perp}(t)$ leicht folgendermaßen bestimmen:

Die Bewegungsgleichung für $\mathbf{x}(t) = \mathbf{x}_{\perp}(t)$ ist äquivalent zu

$$\ddot{z}(t) = -i |\mathbf{C}| \, \dot{z}(t) \, .$$

Daraus folgt⁷

$$\dot{z}(t) = e^{-i|\mathbf{C}|t} \, \dot{z}(0)$$

und somit

$$z(t) = \frac{i}{|\mathbf{C}|} \left(e^{-i|\mathbf{C}|t} \dot{z}(0) - \dot{z}(0) \right) + z(0)$$
$$= z(0) - \frac{i}{|\mathbf{C}|} \dot{z}(0) + \frac{1}{|\mathbf{C}|} \left(i \cos(|\mathbf{C}|t) + \sin(|\mathbf{C}|t) \right) \dot{z}(0).$$

In reeller Schreibweise bedeutet letzteres

$$\begin{split} \mathbf{x}_{\perp}(t) &= \mathbf{x}_{\perp}(0) + \frac{\dot{\mathbf{x}}_{\perp}(0) \times \mathbf{e}_{3}}{|\mathbf{C}|} - \frac{1}{|\mathbf{C}|} \bigg(\cos{(|\mathbf{C}|\,t)} \, \dot{\mathbf{x}}_{\perp}(0) \times \mathbf{e}_{3} - \sin{(|\mathbf{C}|\,t)} \, \dot{\mathbf{x}}_{\perp}(0) \bigg) \\ &= \mathbf{x}_{\perp}(0) + \frac{|\dot{\mathbf{x}}_{\perp}(0)|}{|\mathbf{C}|} \, \frac{\dot{\mathbf{x}}(0) \times \mathbf{C}}{|\dot{\mathbf{x}}(0) \times \mathbf{C}|} \\ &- \frac{|\dot{\mathbf{x}}_{\perp}(0)|}{|\mathbf{C}|} \, \bigg(\cos{(|\mathbf{C}|\,t)} \, \frac{\dot{\mathbf{x}}(0) \times \mathbf{C}}{|\dot{\mathbf{x}}(0) \times \mathbf{C}|} - \sin{(|\mathbf{C}|\,t)} \, \frac{\dot{\mathbf{x}}_{\perp}(0)}{|\dot{\mathbf{x}}_{\perp}(0)|} \bigg) \; . \end{split}$$

Version vom 26. März 2009

$$\frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}t} \left(e^{+i|\mathbf{C}|t} \, \dot{z}(t) \right) = 0 \,.$$

⁷Denn mit der Produktregel ergibt sich aus der Bewegungsgleichung

Zu Aufgabe 30: Wir benutzen folgende Bezeichnungen:

 T_0 : Zeitpunkt, zu dem Gefahr erkannt,

T: Beginn Bremsvorgangs, T_c : Zeitpunkt des Aufpralls,

v: tatsächliche Geschwindigkeit zur Zeit T_0 ,

 v_c : Aufprallgeschwindigkeit,

L: Entfernung vom Unfallort zur Zeit T, L_0 : Entfernung vom Unfallort zur Zeit T_0 ,

 v_0 : maximale Geschwindigkeit, die ausgebremst werden könnte,

b: Bremsverzögerung.

Aus

$$L = \int_{T}^{T_c} \left(v - b(t - T) \right) dt = v \Delta t - \frac{b}{2} (\Delta t)^2$$

und

$$v - v_c = b \,\Delta t \;, \quad \Delta t \stackrel{\text{def}}{=} T_c - T$$
 (D.42)

folgt zunächst

$$L = \frac{b}{2} (\Delta t)^2 + v_c \, \Delta t$$

und somit

$$\Delta t = \sqrt{\left(\frac{v_c}{b}\right)^2 + \frac{2L}{b}} - \frac{v_c}{b}.$$

Mit (D.42) ergibt sich somit

$$v = \sqrt{v_c^2 + 2bL}$$
 (D.43)

und daraus

$$L_0 = L + s\sqrt{v_c^2 + 2bL}$$
, $s \stackrel{\text{def}}{=} T - T_0$. (D.44)

Bei einer Geschwindigkeit v_0 zur Zeit T_0 würde der Bremsvorgang also, bei gleicher Reaktionszeit s, in einem Abstand

$$L' = L_0 - s v_0 = L - s \left(v_0 - \sqrt{v_c^2 + 2bL} \right)$$

eingeleitet. Bis zum Stillstand vergeht dann die Zeit $\Delta t' = v_0/b$, während der die Strecke

$$L'' = \frac{b}{2} (\Delta t')^2 = \frac{v_0^2}{2b}$$

zurückgelegt wird. Der Unfall wäre also nur im Falle L'' < L', also für

$$v_0 < \sqrt{(bs)^2 + 2b\left(L + s\sqrt{v_c^2 + 2bL}\right)} - bs$$
 (D.45)

vermeidbar gewesen.

Zu Aufgabe 31: Multiplikation von (C.1) mit $\dot{\mathbf{x}}(t)$ liefert

$$-\rho |\dot{\mathbf{x}}(t)|^2 = m \dot{\mathbf{x}}(t) \cdot \ddot{\mathbf{x}}(t) + \kappa \dot{\mathbf{x}}(t) \cdot \mathbf{x}(t)$$

$$= \frac{\mathrm{d}}{\mathrm{Produktregel}} \frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}t} E(t)$$

und somit

$$-\rho \int_{t_1}^{t_2} |\dot{\mathbf{x}}(t)|^2 dt = \int_{t_1}^{t_2} \dot{E}(t) dt$$
$$= E(t_2) - E(t_1).$$

Im Falle E(0)=0 folgt dann für $t_1=0\,,\ t_2=t\geq 0$ wegen $\rho\geq 0$

$$E(t) < 0 \quad \forall t > 0$$

und somit, da die Konstanten m, κ positiv sind,

$$\mathbf{x}(t) = 0 \quad \forall t \ge 0.$$

Wenn aber $\mathbf{x}_1(t)$ und $\mathbf{x}_2(t)$ zwei (stetige) Lösungen von (C.1) zu gleichen Anfangsbedingungen zur Zeit 0 sind, dann ist

$$\mathbf{x}(t) \stackrel{\text{def}}{=} \mathbf{x}_1(t) - \mathbf{x}_2(t)$$

eine Lösung von (C.1) mit E(0) = 0, also

$$\mathbf{x}_1(t) = \mathbf{x}_2(t) \quad \forall t > 0.$$

Zu Aufgabe 32: Definitionsgemäß gelten die Gleichungen

$$I(t) = \dot{Q}(t) \tag{D.46}$$

und

$$R I(t) = U_R(t) , \quad C U_C(t) = Q(t) , \quad L \dot{I}(t) = U_L(t) .$$

Das sich die Spannungen bei Serienschaltung addieren, gilt also

$$U(t) = U_R(t) + U_C(t) + U_L(t)$$

= $R I(t) + Q(t)/C + L \dot{I}(t)$,

woraus durch Einsetzen von (D.46) die Gleichung (C.2) folgt.

Die eindeutige Bestimmtheit der Lösung durch die Anfangsbedingungen folgt wie in Aufgabe 31, da die Differenz zweier Lösungen von (C.2) zu gleichem U(t) eine Lösung von (C.2) zu U=0 ist. (C.2) zu U=0 ist aber vom gleichen Typ wie (C.1).

Zu Aufgabe 33a): Einsetzen von

$$Q(t) = z_+ e^{i\lambda_+ t} + z_- e^{i\lambda_- t}$$
(D.47)

in (C.4) liefert

$$\left(-\lambda_+^2 L + i \lambda_+ R + \frac{1}{C}\right) z_+ e^{i\lambda_+ t} + \left(-\lambda_-^2 L + i \lambda_- R + \frac{1}{C}\right) z_- e^{i\lambda_- t} = 0 \quad \forall t \in \mathbb{R},$$

was im Falle $z_+ \neq 0 \neq z_-$ äquivalent ist zu

$$-\lambda_{\pm}^{2} L + i \,\lambda_{\pm} R + \frac{1}{C} = 0 \,,$$

also zu

$$\left(\lambda_{\pm} - i \frac{R}{2L}\right)^2 = \frac{1}{LC} - \left(\frac{R}{2L}\right)^2.$$

Zu Aufgabe 33b): Aus (C.4) folgt auch

$$L\left(\ddot{\mathcal{Q}}(t)\right)^* + R\left(\dot{\mathcal{Q}}(t)\right)^* + \frac{1}{C}\left(\mathcal{Q}(t)\right)^* = 0$$

und somit

$$L \ddot{Q}(t) + R \dot{Q}(t) + \frac{1}{C} Q(t) = L \frac{\ddot{Q}(t) + \ddot{Q}(t)^*}{2} + R \frac{\dot{Q}(t) + \dot{Q}(t)^*}{2} + \frac{1}{C} \frac{Q(t) + Q(t)^*}{2}$$

$$= 0$$

für

$$Q(t) \stackrel{\text{def}}{=} \Re \Big(\mathcal{Q}(t) \Big) .$$

Zu Aufgabe 33c): Für (D.47) sind die Anfangsbedingungen

$$\mathcal{Q}(0) = Q_0 \; , \quad \dot{\mathcal{Q}}(0) = I_0$$

äquivalent zu

$$z_+ + z_- = Q_0$$
, $i \lambda_+ z_+ + i \lambda_- z_- = I_0$,

im Falle $\lambda_+ \neq \lambda_-$ also zu

$$z_{\pm} = \frac{\lambda_{\mp} Q_0 + i I_0}{\lambda_{\mp} - \lambda_{\pm}} \,.$$

Zu Aufgabe 34: Im Falle

$$\omega_0 \stackrel{\text{def}}{=} \frac{1}{LC} - \left(\frac{R}{2L}\right)^2 > 0$$

ist gemäß Aufgabe E33a)

$$Q(t) = Q_{\varphi} \frac{1}{2} \left(e^{i\varphi} e^{+i\lambda_{+}t} + e^{-i\varphi} e^{i\lambda_{-}t} \right)$$

$$= Q_{\varphi} \frac{1}{2} \left(e^{-\frac{R}{2L}t + i(\omega_{0}t + \varphi)} + e^{-\frac{R}{2L}t - i(\omega_{0}t + \varphi)} \right)$$

$$= Q_{\varphi} e^{-\frac{R}{2L}t} \cos(\omega_{0}t + \varphi)$$

eine Lösung von (C.4). Diese Lösung beschreibt eine durch den Faktor $e^{-\frac{R}{2L}t}$ gedämpfte harmonische Schwingung. Sie erfüllt die Anfangsbedingungen (C.3) genau dann, wenn die Gleichungen

$$Q_{\varphi} \cos \varphi = Q_0 , \quad -\frac{R}{2L} Q_{\varphi} \cos \varphi - \omega_0 Q_{\varphi} \sin \varphi = I_0$$

gelten, die äquivalent zu der Vektorgleichung

$$Q_{\varphi} \begin{pmatrix} \cos \varphi \\ \sin \varphi \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} Q_0 \\ -\frac{I_0 + \frac{R}{2L} Q_0}{\omega_0} \end{pmatrix}$$

und sich somit durch geeignete Wahl von φ , Q_{φ} erfüllen lassen.

Im Falle

$$\frac{1}{LC} - \left(\frac{R}{2L}\right)^2 < 0$$

gilt $\lambda_{\pm} = i\rho_{\pm}$ mit reellen ρ_{\pm} , und deshalb ist

$$Q(t) = Q_{+} e^{-\rho_{+} t} + Q_{-} e^{-\rho_{-} t}$$

eine Lösung von (C.4). Im vorliegenden sog. Kriechfall beschreibt die Lösung keine Schwingung mehr, sondern fällt für große Zeiten wie $e^{-\rho_+ t}$ ab. Die Anfangsbedingungen (C.3) sind genau dann erfüllt, wenn die Gleichungen

$$Q_+ + Q_- = Q_0$$
, $-\rho_+ Q_+ - \rho_- Q_- = I_0$

gelten. Dank $\rho_+ \neq \rho_-$ ist dieses Gleichungssystem für die Q_\pm lösbar.

Im Falle

$$\frac{1}{LC} - \left(\frac{R}{2L}\right)^2 = 0$$

gilt $\lambda-=\lambda_-=i\frac{R}{2L}$. Deshalb müssen wir eine weitere Lösung finden, um alle Anfangsbedingungen erfüllen zu können. Man sieht leicht, daß in diesem Falle auch $t\,e^{-\frac{R}{2L}\,t}$ eine Lösung von (C.4) ist. Dementsprechend ist hier

$$Q(t) = e^{-\frac{R}{2L}t} \left(Q_0 + t \left(I_0 + \frac{R}{2L} Q_0 \right) \right).$$

Lösung des Anfangswertproblems. Diese Situation, die genau zwischen Schwing- und Kriechfall liegt, bezeichnet man als asymptotischen Grenzfall.

Gemäß Aufgabe (32) ist die Lösung von (C.3),(C.4) für alle drei Fälle bestimmt. Man sieht nun leicht, daß zu einem beliebigen anderen Anfangszeitpunkt t_0 vorgegebene Anfangsbedingungen für $t > t_0$ stets auf eindeutige Lösungen der gleichen Klasse führen. Deshalb sind die angegebenen Lösungen auch für t < 0 gültig.

Zu Aufgabe 35: Sei Q(t) die Lösung von

$$L\ddot{Q}(t) + \frac{1}{C}Q(t) = U_0 \tag{D.48}$$

zu den Anfangsbedingungen

$$Q(0) = Q_0 , \quad \dot{Q}(0) = I_0 .$$
 (D.49)

Da

$$Q_{\text{part}}(t) \stackrel{\text{def}}{=} C U_0$$

eine spezielle (zeitlich konstante) Lösung von (D.48) ist, ist dann

$$Q_{\text{hom}}(t) \stackrel{\text{def}}{=} Q(t) - Q_{\text{part}}(t)$$
 (D.50)

eine Lösung von $(\mbox{D.48})$ zu $U_0=0\,,$ gemäß Aufgabe
 34also von der Form

$$Q_{\text{hom}}(t) = \hat{Q}_0 \cos(\omega_0 t + \varphi), \quad \omega_0 \stackrel{\text{def}}{=} \frac{1}{\sqrt{LC}},$$

was sich auch in der Form

$$Q_{\text{hom}}(t) = c_1 \cos(\omega_0 t) + c_2 \sin(\omega_0 t)$$

schreiben läßt. Die (D.49) entsprechende Anfangsbedingung

$$Q_{\text{hom}}(0) = Q_0 - C U_0 , \quad \dot{Q}_{\text{hom}}(0) = I_0$$

ist für

$$c_1 = Q_0 - C U_0$$
, $c_2 = I_0/\omega_0$

erfüllt. Mit (D.50) folgt somit gemäß Aufgabe 32:

$$Q(t) = C U_0 + (Q_0 - C U_0) \cos(\omega_0 t) + \frac{I_0}{\omega_0} \sin(\omega_0 t).$$

Zu Aufgabe 36: Einsetzen von

$$Q_{\text{part}}(t) = A \underbrace{\frac{e^{i(\omega t - \varphi)} + e^{-i(\omega t - \varphi)}}{2}}_{(2.44)}$$

in

$$L \ddot{Q}_{\text{part}}(t) + R \dot{Q}_{\text{part}}(t) + \frac{1}{C} Q_{\text{part}}(t) = U_0 \frac{e^{+i\omega t} + e^{-i\omega t}}{2}$$

liefert

$$\begin{split} &\left(-\omega^2\,L + i\,\omega\,R + \frac{1}{C}\right)\frac{A}{2}\,e^{-i\,\varphi}\,e^{+i\omega\,t} + \left(-\omega^2\,L - i\,\omega\,R + \frac{1}{C}\right)\frac{A}{2}\,e^{+i\,\varphi}\,e^{-i\omega\,t} \\ &= \frac{U_0}{2}\,e^{+i\omega\,t} + \frac{U_0}{2}\,e^{-i\omega\,t} \end{split}$$

und somit:

$$\left(-\omega^2 L + i\omega R + \frac{1}{C}\right) \frac{A}{2} e^{-i\varphi} = \frac{U_0}{2}, \qquad (D.51)$$

$$\left(-\omega^2 L - i\omega R + \frac{1}{C}\right) \frac{A}{2} e^{+i\varphi} = \frac{U_0}{2}. \tag{D.52}$$

Wir betrachten nur den nichttrivialen Fall $U_0 \neq 0$. Aus (D.51) folgt dann

$$e^{i\varphi} = \frac{A}{U_0} \left(-\omega^2 L + i \omega R + \frac{1}{C} \right) \tag{D.53}$$

und daraus mit (D.52)

$$A = \frac{C U_0}{\sqrt{(\omega R C)^2 + (1 - \omega^2 L C)^2}}.$$
 (D.54)

Andererseits folgt aus (D.53) mit der Eulerschen Formel (2.43)

$$\tan \varphi = \frac{\omega R C}{1 - \omega^2 L C}.$$

Die Amplitude

$$A_I \stackrel{\text{def}}{=} \omega A \stackrel{=}{=} \frac{U_0}{\sqrt{R^2 + \left(\frac{1}{\omega C} - \omega L\right)^2}}$$

von $\dot{Q}_{\mathrm{part}}(t)$ ist offensichtlich für

$$\omega = \omega_{\rm r}^I \stackrel{\rm def}{=} \frac{1}{\sqrt{LC}}$$

maximal. (D.54) ist dagegen maximal, wenn $(\omega R C)^2 + (1 - \omega^2 L C)^2$ minimal, also

$$0 = \frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}\omega} (\omega R C)^2 + (1 - \omega^2 L C)^2$$
$$= 2\omega (R C)^2 - 4\omega L C (1 - \omega^2 L C)$$

und somit

$$\omega = \omega_{\mathrm{r}}^{Q} \stackrel{\mathrm{def}}{=} \sqrt{\frac{1}{LC} - \frac{1}{2} \left(\frac{R}{L}\right)^{2}}$$

ist.

Zu Aufgabe 37a): Mit den Definitionen

$$x_1(t) \quad e^{-\frac{\rho}{m}t} \sin(\omega_0 t),$$

 $x_2(t) \quad e^{-\frac{\rho}{m}t} \cos(\omega_0 t)$

gilt

$$\dot{x}(t) = \sum_{j=1}^{j=1} 2(\dot{c}_j(t) x_j(t) + c_j(t) \dot{x}_j(t)),
\ddot{x}(t) = \sum_{j=1}^{j=1} 2(\ddot{c}_j(t) x_j(t) + 2 \dot{c}_j(t) \dot{x}_j(t) + c_j(t) \ddot{x}_j(t)).$$

Wegen

$$m \ddot{x}_j(t) + 2 \rho \dot{x}_j(t) + \kappa x(t) = 0 \quad \forall j \in \{1, 2\}$$

ist also nur

$$m\sum_{j=1}^{2} \left(\ddot{c}_{j}(t) x_{j}(t) + 2 \dot{c}_{j}(t) \dot{x}_{j}(t) \right) + 2 \rho \sum_{j=1}^{2} 2 \dot{c}_{j}(t) x_{j}(t) = -F(t)$$
 (D.55)

zu zeigen:

Mit

$$\dot{c}_{1}(t) = +\frac{1}{m\omega_{0}} e^{\frac{\rho}{m}t} \cos(\omega_{0}t) F(t) ,$$

$$\dot{c}_{2}(t) = -\frac{1}{m\omega_{0}} e^{\frac{\rho}{m}t} \sin(\omega_{0}t) F(t) ,$$

$$\ddot{c}_{1}(t) = +\frac{\rho}{m^{2}\omega_{0}} e^{\frac{\rho}{m}t} \cos(\omega_{0}t) F(t) - \frac{1}{m} e^{\frac{\rho}{m}t} \sin(\omega_{0}t) F(t) + \frac{1}{m\omega_{0}} e^{\frac{\rho}{m}t} \cos(\omega_{0}t) \dot{F}(t) ,$$

$$\ddot{c}_{2}(t) = -\frac{\rho}{m^{2}\omega_{0}} e^{\frac{\rho}{m}t} \sin(\omega_{0}t) F(t) - \frac{1}{m} e^{\frac{\rho}{m}t} \cos(\omega_{0}t) F(t) - \frac{1}{m\omega_{0}} e^{\frac{\rho}{m}t} \sin(\omega_{0}t) \dot{F}(t) - \frac{1}{m\omega_{0}} e^{\frac{\rho}{m}t} \sin(\omega_{0}t) \dot{F}(t)$$

ergibt sich

$$\sum_{j=1}^{2} \dot{c}_{j}(t) x_{j}(t) = 0,$$

$$m \sum_{j=1}^{2} \ddot{c}_{j}(t) x_{j}(t) = -F(t),$$

$$m \sum_{j=1}^{2} \dot{c}_{j}(t) \dot{x}_{j}(t) = +F(t)$$

und somit (D.55).

Zu Aufgabe 37b): Im Grenzfall

$$0 \le F(t) \longrightarrow \underbrace{f_0}_{\text{Kraftstoß}} \delta(t)$$

ergibt sich für

$$x(t) = \frac{1}{m\omega_0} \int_0^t e^{-\frac{\rho}{m}(t-t')} \sin\left(\omega_0(t-t')\right) F(t') dt'$$

offensichtlich

$$x(t) \longrightarrow \frac{f_0}{m \,\omega_0} e^{-\frac{\rho}{m}t} \sin\left(\omega_0 \,t\right) \quad \forall \, t \ge 0$$

(Impulsantwort).

Zu Aufgabe 38a): Aus

$$\left| \int_{-\tau}^{T-\tau} e^{-\frac{\rho}{m}(t-t')} \sin\left(\omega_0(t-t')\right) \theta_{\epsilon}(t'+\tau) F(t') dt' \right|$$

$$\leq e^{-\frac{\rho}{m}t} e^{+\frac{\rho}{m}(T-\tau)} |F_0| \max_{t' \in \mathbb{R}} |\theta_{\epsilon}(t')|$$

$$\xrightarrow[\tau \to +\infty]{} 0$$

und

$$\int_{T-\tau}^{t} e^{-\frac{\rho}{m}(t-t')} \sin\left(\omega_{0}(t-t')\right) \theta_{\epsilon}(t'+\tau) F(t') dt$$

$$= \int_{T-\tau}^{t} e^{-\frac{\rho}{m}(t-t')} \sin\left(\omega_{0}(t-t')\right) F_{0} \cos(\omega t') dt$$

$$= \frac{F_{0}}{4i} \int_{T-\tau}^{t} e^{-\frac{\rho}{m}(t-t')} \left(e^{+i\omega_{0}(t-t')} - e^{-i\omega_{0}(t-t')}\right) \left(e^{+i\omega t'} + e^{+i\omega t'}\right) dt'$$

$$\xrightarrow[\tau \to +\infty]{} \Re\left(z e^{i\omega t}\right) \text{ für geeignetes } z \in \mathbb{C}$$

folgt die Behauptung mit

$$A = \frac{|z|}{m \,\omega_0}$$
, $\varphi = -\arg(z) \bmod 2\pi$.

Zu Aufgabe 38b): Einsetzen von

$$x_{\infty}(t) = \frac{A}{2} \left(e^{+i(\omega t - \varphi)} + e^{-i(\omega t - \varphi)} \right)$$

und

$$F(t) = \frac{F_0}{2} \left(e^{+i\omega t} + e^{-i\omega t} \right)$$

ergibt

$$+\left(\frac{A}{2}\left(-m\,\omega^2+2\,\rho\,i\,\omega+\kappa\right)e^{-i\,\varphi}-\frac{F_0}{2}\right)e^{+i\,\omega\,t}$$
$$-\left(\frac{A}{2}\left(-m\,\omega^2-2\,\rho\,i\,\omega+\kappa\right)e^{-i\,\varphi}-\frac{F_0}{2}\right)e^{-i\,\omega\,t}$$
$$=0$$

und somit

$$A\left(-m\,\omega^2 + 2\,\rho\,i\,\omega + \kappa\right)e^{-i\,\varphi} = F_0 \tag{D.56}$$

sowie die dazu komplex konjugierte Gleichung

$$A\left(-m\,\omega^2 - 2\,\rho\,i\,\omega + \kappa\right)e^{-i\,\varphi} = F_0. \tag{D.57}$$

Aus (D.56) folgt

$$e^{+i\varphi} = \frac{A}{F_0} \left(-m\,\omega^2 + 2\,\rho\,i\,\omega + \kappa \right) \tag{D.58}$$

und daraus mit (D.57)

$$\underline{\underline{A}} = \frac{F_0}{|-m\,\omega^2 + 2\,\rho\,i\,\omega + \kappa|}$$

$$= \frac{F_0}{\sqrt[+]{(\kappa - m\,\omega^2)^2 + (2\,\rho\,\omega)^2}}.$$

Außerdem folgt aus (D.58)

$$\varphi = \arctan \frac{2 \rho \omega}{\kappa - m \omega^2} \mod \pi$$
,

wobei φ wegen $\Im\left(e^{+i\,\varphi}\right)>0$ aus $(0,\pi)$ gewählt werden kann.

Zu Aufgabe 38c):

$$A = \frac{F_0}{\sqrt[+]{(2\rho\omega)^2 + (\kappa - m\omega^2)^2}}$$

als Funktion von ω ist genau dort maximal, wo

$$(2 \rho \omega)^2 + (\kappa - m \omega^2)^2$$
 minimal

ist. Wegen

$$0 = \frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}x} \left(4 \rho^2 x + (\kappa - m x)^2 \right)$$

$$\iff x = \frac{\kappa}{m} - \frac{2 \rho^2}{m^2}$$

ist A also an der Stelle

$$\omega = \sqrt[+]{\frac{\kappa}{m} - \frac{2\rho^2}{m^2}}$$

maximal. Dieser Maximalwert ist

$$A_{\text{max}} = \frac{F_0}{\sqrt[4]{4 \,\rho^2 \left(\frac{\kappa}{m} - \frac{2\,\rho^2}{m^2}\right) + \frac{4\,\rho^4}{m^2}}}$$

und divergiert offensichtlich für $\rho \to 0$.

Zu Aufgabe 39: Sei $\omega > 0$ irgendeine Kreisfrequenz. Dann überstreicht der Ortsvektor

$$\mathbf{x}(t) = \cos(\omega t) a \mathbf{e}_1 + \sin(\omega t) b \mathbf{e}_2$$

während des Zeitintervalls $[0.2\pi/\omega]$ einmal die zu untersuchende Ellipsenfläche. Gemäß Flächensatz ist der Flächeninhalt deshalb

$$\underline{F} = \left| \int_{0}^{2\pi/\omega} \frac{1}{2} \mathbf{x}(t) \times \dot{\mathbf{x}}(t) \, \mathrm{d}t \right| \\
= \left| \frac{1}{2} \mathbf{x}(0) \times \dot{\mathbf{x}}(0) \int_{0}^{2\pi/\omega} \, \mathrm{d}t \right| \\
= \left| \frac{\pi}{\omega} \mathbf{x}(0) \times \dot{\mathbf{x}}(0) \right| \\
= \left| \frac{\pi}{\omega} \left(a \, \mathbf{e}_{1} \right) \times \left(\omega \, b \, \mathbf{e}_{2} \right) \right| \\
= \underline{\pi \, a \, b}.$$

Anmerkung: Das Ergebnis entspricht natürlich der Vorstellung der Ellipse als gestauchtem Kreis:

$$F = \underbrace{\frac{b}{a}}_{\text{Stauchung}} \underbrace{\pi \, a^2}_{\text{Kreisflächeninhalt}}$$

(vgl. Fußnote 36 von Kapitel 3).

Zu Aufgabe 40: Aus der Voraussetzung

$$\mathbf{x}(t) \times \dot{\mathbf{x}}(t) = 0 \quad \forall t \in J$$

folgt die Existenz einer Funktion g(t) mit

$$\dot{\mathbf{x}}(t) = g(t)\,\mathbf{x}(t) \quad \forall \, t \in J \tag{D.59}$$

und somit

$$\frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}t} |\mathbf{x}(t)| = \frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}t} \sqrt{\mathbf{x}(t) \cdot \mathbf{x}(t)}$$

$$= \frac{\mathbf{x}(t) \cdot \dot{\mathbf{x}}(t)}{\sqrt{\mathbf{x}(t) \cdot \mathbf{x}(t)}}$$

$$= g(t) |\mathbf{x}(t)|. \qquad (D.60)$$

Daraus folgt mit der Quotientenregel

$$\frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}t} \frac{\mathbf{x}(t)}{|\mathbf{x}(t)|} = \frac{\dot{\mathbf{x}}(t) |\mathbf{x}(t)| - \mathbf{x}(t) \frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}t} |\mathbf{x}(t)|}{|\mathbf{x}(t)|^{2}}$$

$$= 0,$$
(D.59),(D.60)

also

$$\mathbf{x}(t) = |\mathbf{x}(t)| \frac{\mathbf{x}(t)}{|\mathbf{x}(t)|}$$
$$= |\mathbf{x}(t)| \frac{\mathbf{x}(0)}{|\mathbf{x}(0)|},$$

wie behauptet.

Zu Aufgabe 41: Zunächst sieht man leicht, daß

$$(m_1 + m_2) \ddot{\mathbf{x}}_s(t) = m_1 \ddot{\mathbf{x}}_1(t) + \underbrace{m_2 \ddot{\mathbf{x}}_2(t)}_{=-m_1 \ddot{\mathbf{x}}_1(t)}$$

$$= 0$$

und somit

$$\mathbf{\ddot{x}_s}(t) = 0$$

gilt.⁸ Andererseits gilt

$$\mu \, \ddot{\mathbf{x}}_1(t) = \frac{m_2}{m_1 + m_2} \underbrace{m_1 \, \ddot{\mathbf{x}}_1(t)}_{=\mathbf{F}(|\mathbf{x}_r(t)|) \frac{\mathbf{x}_r(t)}{|\mathbf{x}_r(t)|}},$$

$$\mu \, \ddot{\mathbf{x}}_2(t) = \frac{m_1}{m_1 + m_2} \underbrace{m_2 \, \ddot{\mathbf{x}}_2(t)}_{=-\mathbf{F}(|\mathbf{x}_r(t)|) \frac{\mathbf{x}_r(t)}{|\mathbf{x}_r(t)|}}$$

und somit

$$\underline{\underline{\mu}\,\ddot{\mathbf{x}}_{\mathrm{r}}(t)} = \mu\,\ddot{\mathbf{x}}_{1}(t) - \mu\,\ddot{\mathbf{x}}_{2}(t)$$

$$= \underbrace{\left(\frac{m_{2}}{m_{1} + m_{2}} + \frac{m_{1}}{m_{1} + m_{2}}\right)}_{-1} \underline{\mathbf{F}(|\mathbf{x}_{\mathrm{r}}(t)|) \frac{\mathbf{x}_{\mathrm{r}}(t)}{|\mathbf{x}_{\mathrm{r}}(t)|}}.$$

Zu Aufgabe 42a): Die zeitliche Konstanz des Runge-Lenz Vektors folgt wie in Abschnitt 3.5.3 für das Kepler-Problem gezeigt:⁹

$$\frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}t} \Lambda = \underbrace{\frac{\ddot{\mathbf{x}} \times \mathbf{L}}{m\lambda_{-}}}_{(\mathbf{C}.6)} - \underbrace{\frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}t} \frac{\mathbf{x}}{|\mathbf{x}|}}_{|\mathbf{x}|^{3}} = \underbrace{\frac{\dot{\mathbf{x}} \times (\mathbf{x} \times \dot{\mathbf{x}})}{|\mathbf{x}|^{3}}}_{(\mathbf{C}.6)} = \underbrace{\frac{\dot{\mathbf{x}} \times (\mathbf{x} \times \dot{\mathbf{x}})}{|\mathbf{x}|^{3}}}_{(\mathbf{z}.23)} = \underbrace{\frac{\dot{\mathbf{x}} \times (\mathbf{x} \times \dot{\mathbf{x}})}{|\mathbf{x}|^{3}}}_{(\mathbf{z}.23)} = 0.$$

Zu Aufgabe 42b): Weil wir nun $\lambda_{-} < 0$ statt $\lambda > 0$ haben, gilt jetzt

$$\left|\mathbf{x}\right| = \frac{\dot{\mathbf{x}} \times \mathbf{L}}{m \lambda_{-}} \cdot \mathbf{x} - \mathbf{\Lambda} \cdot \mathbf{x} = -p + \epsilon \left|\mathbf{x}\right| \cos \varphi \,,$$

d.h.

$$|\mathbf{x}| (1 - \epsilon \cos \varphi) = -p \stackrel{<}{\underset{(\mathbf{C}.7)}{\leftarrow}} 0,$$

und damit (C.8)/(C.9). Bzgl. der Interpretation dieses Ergebnisses siehe Fußnote 11 von Kapitel 3.

Version vom 26. März 2009

⁸Es wirken nur *innere Kräfte*; siehe Abschnitt 3.4.3 der Vorlesung.

⁹Das Vorzeichen von λ_{-} spielt dabei ja keine Rolle.

Zu Aufgabe 42c): Mit

$$\psi \stackrel{\text{def}}{=} \arccos \frac{1}{\epsilon}$$

folgt die Behauptung gemäß

$$\sin \frac{\vartheta}{2} = \sin \frac{\pi - 2\psi}{2}$$

$$= \sin \left(\frac{\pi}{2} - \psi\right)$$

$$= \cos \psi$$

$$= \frac{1}{\epsilon}.$$

Zu Aufgabe 43a): Gemäß der ersten abschließenden Bemerkungen zu Abschnitt 3.5.3 der Vorlesung liegt genau dann eine Kreisbahn vor, wenn

$$0 = \mathbf{\Lambda} \stackrel{\text{def}}{=} \frac{\dot{\mathbf{x}} \times \mathbf{L}}{G \, m \, M} - \frac{\mathbf{x}}{|\mathbf{x}|}$$

zu irgendeinem (und damit zu jedem) Zeitpunkt gilt, d.h. wenn

$$\dot{\mathbf{x}} \times \mathbf{L} \propto \mathbf{x}$$
 (D.61)

und

$$|\dot{\mathbf{x}} \times \mathbf{L}| = G \, m \, M \,. \tag{D.62}$$

Wegen

$$(D.61) \iff x \perp \dot{x}$$

folgt aus (D.61)

$$|\mathbf{L}| = |\mathbf{x} \times m \,\dot{\mathbf{x}}|$$

$$= m \,\underbrace{|\mathbf{x}|}_{-r} |\dot{\mathbf{x}}| , \qquad (D.63)$$

wegen $\dot{\mathbf{x}} \perp \mathbf{L}$ also

$$|\dot{\mathbf{x}} \times \mathbf{L}| = m r |\dot{\mathbf{x}}|^2.$$

Unter Voraussetzung von (D.61) gilt deshalb

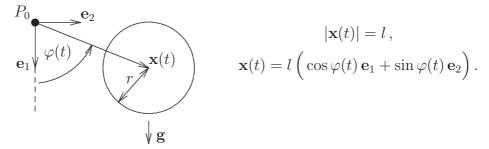
$$(D.62) \iff |\dot{\mathbf{x}}| = \sqrt{\frac{GM}{r}}.$$

Zu Aufgabe 43b): Gemäß Abschnitt 3.5.3 der Vorlesung entfernt sich m genau dann unendlich weit von M, falls

$$0 > E \stackrel{\text{def}}{=} \frac{m}{2} |\dot{\mathbf{x}}|^2 - \frac{G m M}{|\mathbf{x}|}$$

gilt.¹⁰ Daraus folgt die Behauptung.

Zu Aufgabe 44: Sei $\mathbf{x}(t)$ der Ortsvektor des Systemschwerpunkts, also des Kugelmittelpunkts bzgl. der Aufhängung:



Gemäß Abschnitt 3.4.2 (und Abschnitt 3.4.3) der Vorlesung gilt dann bzgl. P_0 :

$$\dot{\mathbf{L}}_{\text{ges.}}(t) = \mathbf{M}_{\text{ges.}}^{\text{aug}}(t)
= \mathbf{x}(t) \times m \, \mathbf{g} + \underbrace{\mathbf{x}_{\text{Aufh.}}}_{=0} \times \mathbf{F}_{\text{Aufh.}}(t), \qquad (D.64)$$

$$\mathbf{L}_{\text{ges.}}(t) = \underbrace{\mathbf{L}_{\text{Bahn}}(t)}_{=\mathbf{x}(t) \times m \, \dot{\mathbf{x}}(t)} + \mathbf{L}_{\text{eigen}}. \qquad (D.65)$$

$$\mathbf{L}_{\text{ges.}}(t) = \underbrace{\mathbf{L}_{\text{Bahn}}(t)}_{=\mathbf{x}(t) \times m \, \dot{\mathbf{x}}(t)} + \mathbf{L}_{\text{eigen}}. \tag{D.65}$$

Geäß (3.76) gilt außerdem

$$\mathbf{L}_{\mathrm{Bahn}}(t) = m \, l^2 \, \dot{\varphi}(t) \, \mathbf{e}_3 \,. \tag{D.66}$$

Mit

$$\mathbf{L}_{\text{eigen}}(t) = \frac{2}{5} \, m \, r^2 \, \dot{\varphi}(t) \, \mathbf{e}_3$$

und

$$\mathbf{x}(t) \times m \,\mathbf{g} = -l \,\sin \varphi(t) \,m \,|\mathbf{g}| \,\mathbf{e}_3$$

folgt aus (D.64)-(D.66)

$$\frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}t} \left(m l^2 \dot{\varphi}(t) + \frac{2}{5} m r^2 \dot{\varphi}(t) \right) \mathbf{e}_3 = -l \sin \varphi(t) m |\mathbf{g}| \mathbf{e}_3$$

und somit die Bewegungsgleichung

$$m\left(l^2 + \frac{2}{5}r^2\right)\ddot{\varphi}(t) + m|\mathbf{g}| l \sin \varphi(t) = 0.$$

 $^{^{10}}$ Aufgrund der Energie
erhaltung ist der betrachtete Zeitpunkt irrelevant.

Anmerkung: Üblicherweise benutzt man die Näherung $\sin \varphi(t) \approx \varphi(t)$ für kleine Auslenkungen.

Zu Aufgabe 45: Bzgl. der (geordneten) ONB $(\mathbf{e}_1, \mathbf{e}_2, \mathbf{e}_3)$ gilt

$$\frac{\partial}{\partial x^{j}} F\Big(g(\mathbf{x})\Big) \underset{\text{Kettenregel}}{=} \left(\frac{\partial}{\partial x^{j}} g(\mathbf{x})\right) \underbrace{F'\Big(g(\mathbf{x})\Big)}_{|\xi=g(\mathbf{x})} \quad \text{für } j=1,2,3$$

und somit

$$\operatorname{grad} \Phi(\mathbf{x}) = \begin{pmatrix} \frac{\partial}{\partial x^{1}} F(g(\mathbf{x})) \\ \frac{\partial}{\partial x^{2}} F(g(\mathbf{x})) \\ \frac{\partial}{\partial x^{3}} F(g(\mathbf{x})) \end{pmatrix}$$
$$= \begin{pmatrix} \frac{\partial}{\partial x^{1}} g(\mathbf{x}) \\ \frac{\partial}{\partial x^{2}} g(\mathbf{x}) \\ \frac{\partial}{\partial x^{2}} g(\mathbf{x}) \end{pmatrix} F'(g(\mathbf{x}))$$
$$= F'(g(\mathbf{x})) \operatorname{grad} g(\mathbf{x}).$$

Zu Aufgabe 46: Für jede Stammfunktion F von f gilt mit

$$V(\mathbf{x}) \stackrel{\text{def}}{=} -F(\mathbf{x} \cdot \mathbf{e}) \quad \forall \mathbf{x} \in \mathbb{R}^3$$

gemäß Aufgabe 45

$$-\operatorname{grad} V(\mathbf{x}) = f(\mathbf{x} \cdot \mathbf{e}) \operatorname{grad} (\mathbf{x} \cdot \mathbf{e})$$

$$= f(\mathbf{x} \cdot \mathbf{e}) \begin{pmatrix} \frac{\partial}{\partial x^{1}} (\mathbf{x} \cdot \mathbf{e}) \\ \frac{\partial}{\partial x^{2}} (\mathbf{x} \cdot \mathbf{e}) \\ \frac{\partial}{\partial x^{3}} (\mathbf{x} \cdot \mathbf{e}) \end{pmatrix}$$

$$= f(\mathbf{x} \cdot \mathbf{e}) \mathbf{e}.$$

Zu Aufgabe 47: Für jede Stammfunktion F von f gilt mit

$$V(\mathbf{x}) \stackrel{\text{def}}{=} -F(|\mathbf{x}|) \quad \forall \mathbf{x} \in \mathbb{R}^3$$

gemäß Aufgabe 45

$$-\operatorname{grad} V(\mathbf{x}) = f(|\mathbf{x}|) \operatorname{grad} |\mathbf{x}|.$$

284

$$\frac{\partial}{\partial x^{j}} |\mathbf{x}| = \frac{\partial}{\partial x^{j}} \sqrt{(x^{1})^{2} + (x^{2})^{2} + (x^{3})^{2}}$$

$$\stackrel{=}{\underset{\text{Kettenr.}}{=}} \frac{x^{j}}{\sqrt{(x^{1})^{2} + (x^{2})^{2} + (x^{3})^{2}}}$$

$$= \frac{x^{j}}{|\mathbf{x}|} \quad \forall j \in \{1, 2, 3\} ,$$

also

$$\operatorname{grad} |\mathbf{x}| = \frac{\mathbf{x}}{|\mathbf{x}|},$$

folgt daraus die Behauptung.

Zu Aufgabe 48: Aus

$$\ddot{F}(t) + \omega^2 F(t) = 0$$

folgt

$$F^{(2\nu)}(t) = \left(-\omega^2\right)^{\nu} F(t) \quad \forall \, \nu \in \mathbb{N}$$
 (D.67)

und

$$F^{(2\nu+1)}(t) = (-\omega^2)^{\nu} \dot{F}(t) \quad \forall \nu \in \mathbb{N},$$

aufgrund der Anfangsbedingungen also

$$F^{(2\nu)}(0) = 0 \qquad \forall \nu \in \mathbb{Z}_{+}$$

$$F^{(2\nu+1)}(0) = \omega (-\omega^{2})^{\nu}$$

$$= -i (i \omega)^{2\nu+1} \quad \forall \nu \in \mathbb{N}.$$

F(t) ist also beliebig oft ableitbar und die Taylor-Entwicklung beliebiger Ordnung 2n+1 ergibt sich zu

$$F(t) = -i \sum_{\substack{\nu=1\\\nu \text{ ungerade}}}^{2n+1} \frac{1}{\nu!} (i \omega t)^{\nu} + \frac{1}{(2n+1)!} \int_0^t (t-t')^{2n+1} F^{(2n+2)}(t') dt'.$$

Es ist also nur noch zu zeigen, daß das Restglied

$$\frac{1}{(2n+1)!} \int_0^t (t-t')^{2n+1} F^{(2n+2)}(t') dt' = \frac{(-\omega^2)^{\nu+1}}{(2n+1)!} \int_0^t (t-t')^{2n+1} F(t') dt'$$

für $n \to \infty$ gegen Null konvergiert. Das folgt aber aus

$$\left| \int_0^t (t - t')^{2n+1} F(t') dt' \right| \le \max_{t' \in [0, t]} |F(t')| \underbrace{\int_0^t (t - t')^{2n+1} dt'}_{= -\frac{(t - t')^{2n+2}}{2n+2} \Big|_{t'=0}^{t'=t}}_{t'=0}$$

und

$$\lim_{n \to \infty} \frac{t^{2n+2}}{(2n+2)!} = 0 \quad \forall t \in \mathbb{R}.$$

Zu Aufgabe 49a): Für $\nu = 1$ gilt

$$F^{(\nu)}(\lambda) = \frac{P_{\nu}(\lambda)}{Q_{\nu}(1 - (\lambda)^{2})} F(\lambda) \quad \forall \lambda \in \mathbb{R} \setminus \{-1, +1\}$$

offensichtlich mit

$$P_1(\lambda) = -2\lambda$$
, $Q_1(\lambda) = (1 - \lambda^2)^2$.

Angenommen, dies sei für $\nu \leq n$ bereits beweisen, dann folgt daraus

$$F^{(n+1)}(\lambda) = \frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}\lambda} \left(\frac{P_n(\lambda)}{Q_n(1-\lambda^2)} F(\lambda) \right)$$

$$= \frac{P_n^{(1)}(\lambda) Q_n(1-\lambda^2) + P_n(\lambda) Q_n^{(1)}(1-\lambda^2)}{\left(Q_n(1-\lambda^2)\right)^2} F(\lambda)$$

$$+ \frac{P_n(\lambda)}{Q_n(1-\lambda^2)} \frac{P_1(\lambda)}{Q_1(1-\lambda^2)} F(\lambda) \quad \forall \lambda \in \mathbb{R} \setminus \{-1, +1\} ,$$

also die Behauptung für $\nu = n+1$ mit

$$P_{n+1}(\lambda) = Q_1(1-\lambda^2) \left(P_n^{(1)}(\lambda) Q_n(1-\lambda^2) + P_n(\lambda) Q_n^{(1)}(1-\lambda^2) \right) + Q_n(1-\lambda^2) P_n(\lambda) P_1(\lambda)$$

und

$$Q_{n+1}(1-\lambda^2) = (Q_n(1-\lambda^2))^2 Q_1(1-\lambda^2).$$

Zu Aufgabe 49b): Offensichtlich gilt für beliebiges $\mu \in \mathbb{N}$ und x > 0

$$\frac{e^x}{x^{\mu+1}} > \frac{\sum_{\nu=1}^{\mu+2} \frac{1}{\nu!} x^{\nu}}{x^{\mu+1}}$$

$$\underset{x \to +\infty}{\longrightarrow} \infty.$$

Für $x = \frac{1}{1-\lambda^2}$ ergibt sich daraus

$$|\pm 1 - \lambda| (1 - \lambda^2)^{\mu} e^{+\frac{1}{1 - \lambda^2}} \leq \frac{(1 - \lambda^2)^{\mu + 1}}{|\mp 1 - \lambda|} e^{+\frac{1}{1 - \lambda^2}}$$

$$\longrightarrow \infty \quad \text{für } \underbrace{\lambda}_{\in (-1, +1)} \to \pm 1.$$

und gemäß a) damit induktiv, daß alle Ableitungen von $F(\lambda)$ sowohl bei $\lambda = +1$ als auch bei $\lambda = +1$ existieren und Null sind.

Zu Aufgabe 49c): TAYLOR-Entwickelbarkeit von $F(\lambda)$ an der Stelle $\lambda = \pm 1$ würde

$$F(\pm 1 + \Delta \lambda) = \left(e^{\Delta \lambda \frac{d}{d\lambda}} F(\lambda) \right)_{|\lambda = \pm 1}$$
$$= \sum_{\nu=0}^{\infty} \frac{1}{\nu!} (\Delta \lambda)^{\nu} F^{(\nu)}(\pm 1)$$

für $\Delta \lambda$ hinreichend nahe bei Null bedeuten. Da gemäß b)

$$F^{(\nu)}(\pm 1) = 0 \quad \forall \, \nu \in \mathbb{Z}_+$$

gilt, konvergiert zwar die rechte Seite, liefert aber Null. Die linke Seite ist dagegen für $\mp \Delta \lambda \in (0,2)$ positiv.

Zu Aufgabe 50: Man sieht leicht, daß die Ableitung von $f(\lambda)$ für alle $\lambda \in \mathbb{R}$ existiert:

$$f'(\lambda) = \begin{cases} 0 & \text{für } \lambda = 0 \,, \\ 2 \Big(\lambda \, \sin \left(\lambda^{-2} \right) - \lambda^{-1} \, \cos \left(\lambda^{-2} \right) \Big) & \text{sonst} \,. \end{cases}$$

Daß dieses $f'(\lambda)$ an der Stelle $\lambda = 0$ nicht stetig ist, ist offensichtlich.

Zu Aufgabe 51: Mit den Definitionen

$$\begin{array}{lll} A_{\text{Feder}} & \stackrel{\text{def}}{=} & \text{Arbeit der Feder während } [0,t'] \,, \\ A_{\text{gesamt}} & \stackrel{\text{def}}{=} & \text{Arbeit der Gesamtkraft während } [0,t'] \,, \\ A_{\text{\"{au}} \texttt{B}} & \stackrel{\text{def}}{=} & \text{Arbeit der zusätzlichen Kraft während } [0,t'] \end{array}$$

gilt

$$\underline{\underline{A}_{\text{Feder}}} = \int_{0}^{t'} \dot{\mathbf{x}}(t) \cdot \underline{\mathbf{F}_{\text{Feder}}} \left(\mathbf{x}(t)\right) dt$$

$$= -\kappa \mathbf{x}(t)$$

und somit

$$\underline{\underline{A_{\ddot{a}u\mathring{B}}}} = A_{\text{gesamt}} - A_{\text{Feder}}$$

$$= \underline{\frac{m}{2} |\dot{\mathbf{x}}(t')|^2 + \frac{\kappa}{2} |\mathbf{x}(t')|^2}$$

$$= \begin{cases}
\text{Gesamtenergie des Systems} \\
\text{Massenpunkt} + \text{masselose Feder} \\
\text{zum Zeitpunkt } t'.
\end{cases}$$

Zu Aufgabe 52: Für die Kraft $\mathbf{F}_{\mathrm{Exp}}(t)$, die der Experimentator zur Zeit t auf m ausübt, gilt

$$\mathbf{F}_{0} - \kappa \mathbf{x}(t) + \mathbf{F}_{\mathrm{Exp}}(t) = m \ddot{\mathbf{x}}(t)$$
Newton
$$= m \mathbf{b}.$$
Vorgabe

Für die Arbeit A, die der Experimentator während des Zeitintervalls [0,t'] an m verrichtet ergibt sich somit

$$\underline{\underline{A}} = \int_{0}^{t'} \underbrace{\mathbf{F}_{\text{Exp}}(t)}_{=m \, \mathbf{b} - \mathbf{F}_{0} + \kappa} \underbrace{\mathbf{x}(t)}_{\mathbf{x}(t)} \cdot \underbrace{\dot{\mathbf{x}}(t)}_{=\mathbf{b} \, t} \, dt$$

$$= \mathbf{b} \cdot (m \, \mathbf{b} - \mathbf{F}_{0}) \int_{0}^{t'} t \, dt + \frac{\kappa}{2} |\mathbf{b}|^{2} \int_{0}^{t'} t^{3} \, dt$$

$$= \frac{m}{2} |\mathbf{b} t'|^{2} - \mathbf{F}_{0} \cdot \left(\frac{1}{2} \, \mathbf{b} \, t'^{2}\right) + \frac{\kappa}{2} \left|\frac{1}{2} \, \mathbf{b} \, t'^{2}\right|^{2}$$

$$= \frac{m}{2} |\dot{\mathbf{x}}(t')|^{2} - \mathbf{F}_{0} \cdot \mathbf{x}(t') + \frac{\kappa}{2} |\mathbf{x}(t')|^{2}$$

$$= \begin{cases} \text{Gesamtenergie des Systems} \\ \text{Massenpunkt} + \text{Kraftfeld} \\ \text{zum Zeitpunkt} \, t' \, . \end{cases}$$

Zu Aufgabe 53: Nach Aufgabe 47 ist nur noch zu zeigen, daß

$$|\mathbf{x}| = |\mathbf{y}| \implies \Psi(\mathbf{x}) = \Psi(\mathbf{y})$$

gilt, falls

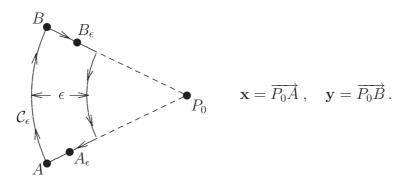
$$\mathbf{F}(\mathbf{x}) = \Psi(\mathbf{x}) \, \frac{\mathbf{x}}{|\mathbf{x}|} \tag{D.68}$$

konservativ (Ψ also auch stetig) ist.

Seien also \mathbf{x}, \mathbf{y} mit $|\mathbf{x}| = |\mathbf{y}|$, aber $\mathbf{x} \neq \mathbf{y}$ gegeben und sei $\mathbf{F}(\mathbf{x})$ konservativ. Nach Folgerung 4.2.8 muß dann

$$\int_{\mathcal{C}} \mathbf{F}(\mathbf{x}) \cdot d\mathbf{x} = 0$$

für jeden der **geschlossenen** Wege \mathcal{C}_{ϵ} gemäß folgender Skizze gelten:



Wegen (D.68) verschwindet das Wegintegral längs der Kreissegmente. Die Anteile längs der Radialteile müssen sich also zu Null aufaddieren. Deshalb muß nach Lemma 4.2.5 (Mittelwertsatz für Wegintegrale) und (D.68)

$$\epsilon \Psi \left(\overrightarrow{P_0 A_{\epsilon}} \right) - \epsilon \Psi \left(\overrightarrow{P_0 B_{\epsilon}} \right) = 0$$
 für geeignete $A_{\epsilon}, B_{\epsilon}$

gelten, woraus für $\epsilon \to 0$ schließlich $\Psi\left(\overrightarrow{P_0A}\right) = \Psi\left(\overrightarrow{P_0B}\right)$ folgt.

Zu Aufgabe 54a): Das Geschwindigkeitsfeld ist

$$\mathbf{v}(\mathbf{x}) = \boldsymbol{\omega}_0 \times \mathbf{x} , \quad \boldsymbol{\omega}_0 \stackrel{\text{def}}{=} \omega_0 \, \mathbf{e}_3 ,$$
 (D.69)

weil das die richtige Richtung und den richtigen Betrag

$$|\mathbf{v}(\mathbf{x})| = \omega_0 \cdot \mathbf{Abstand}$$
 von der Drehachse

hat.

Zu Aufgabe 54b): Bei Orientierung im Rechtsschraubensinne bzgl. e₃ gilt

$$C = \left\{ \mathbf{x}(\varphi) \stackrel{\text{def}}{=} R\left(\cos\varphi \,\mathbf{e}_1 + \sin\varphi \,\mathbf{e}_2\right) : \varphi \in [0, 2\pi] \right\}$$
 (D.70)

und damit gemäß Definition des Wegintegrals:

$$\int_{\mathcal{C}} \mathbf{v}(\mathbf{x}) \cdot d\mathbf{x} = \int_{0}^{2\pi} \mathbf{v}(\mathbf{x}(\varphi)) \cdot \left(\frac{d}{d\varphi} \mathbf{x}(\varphi)\right) d\varphi.$$

Da $\left(\boldsymbol{\omega}_0, \mathbf{x}(\varphi), \frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}\varphi} \mathbf{x}(\varphi)\right)$ für jedes φ ein rechtshändiges Orthogonalsystem ist, gilt

$$\mathbf{v}\left(\mathbf{x}(\varphi)\right) \cdot \left(\frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}\varphi}\mathbf{x}(\varphi)\right) = \begin{array}{cc} & \omega_0 \left|\mathbf{x}(\varphi)\right| \left|\frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}\varphi}\mathbf{x}(\varphi)\right| \\ & = & \omega_0 R^2 \\ & (D.70) \end{array}$$

und somit, auch direkt der Anschauung entsprechend:

$$\int_{\mathcal{C}} \mathbf{v}(\mathbf{x}) \cdot d\mathbf{x} = \int_{0}^{2\pi} \underbrace{\omega_{0} R}_{=|\mathbf{v}|} \underbrace{R \, d\varphi}_{=ds}$$

$$= \omega_{0} R^{2} \int_{0}^{2\pi} d\varphi$$

$$= \omega_{0} R^{2} 2\pi.$$

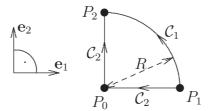
Daraus folgt unmittelbar die Behauptung.

Zu Aufgabe 54c): Aus (D.69) folgt

$$\mathbf{v}(\mathbf{x}) = \omega_0 \begin{pmatrix} -x^2 \\ +x^1 \\ 0 \end{pmatrix} \quad \text{bzgl. } (\mathbf{e}_1, \mathbf{e}_2, \mathbf{e}_3)$$

und daraus offensichtlich die stetige Differenzierbarkeit des Vektorfeldes $\mathbf{v}(\mathbf{x})$.

Zu Aufgabe 55: Die Wege C_1 und C_2 lassen sich wie folgt skizzieren:



Eine geeignete einfache Parametrisierung von \mathcal{C}_1 ist dementsprechend

$$C_1 = \left\{ \mathbf{x}(\varphi) \stackrel{\text{def}}{=} R \left(\cos \varphi \, \mathbf{e}_1 + \sin \varphi \, \mathbf{e}_2 \right) : \varphi \in [0, \pi/2] \right\}.$$

Damit ergibt sich¹¹

$$\int_{\mathcal{C}_{1}} \mathbf{F}(\mathbf{x}) \cdot d\mathbf{x} = \int_{0}^{\pi/2} \mathbf{F}(\mathbf{x}(\varphi)) \cdot \left(\frac{d}{d\varphi} \mathbf{x}(\varphi)\right) d\varphi$$

$$= \int_{0}^{\pi/2} \mathbf{F}_{0} \cdot \left(\underbrace{\frac{d}{d\varphi} \mathbf{x}(\varphi)}_{=R(-\sin\varphi \mathbf{e}_{1} + \cos\varphi \mathbf{e}_{2})}\right) d\varphi + \int_{0}^{\pi/2} \kappa_{2} |\mathbf{x}(\varphi)| \left|\frac{d}{d\varphi} \mathbf{x}(\varphi)\right| d\varphi$$

$$= R^{2} \int_{0}^{\pi/2} \mathbf{F}_{0} \cdot \left(\underbrace{\frac{d}{d\varphi} \mathbf{x}(\varphi)}_{=R(-\sin\varphi \mathbf{e}_{1} + \cos\varphi \mathbf{e}_{2})}\right) d\varphi + \underbrace{\int_{0}^{\pi/2} \kappa_{2} |\mathbf{x}(\varphi)| \left|\frac{d}{d\varphi} \mathbf{x}(\varphi)\right|}_{=R^{2}} d\varphi$$

$$= -R F_{0}^{1} \int_{0}^{\pi/2} \sin\varphi d\varphi + R F_{0}^{2} \int_{0}^{\pi/2} \cos\varphi d\varphi$$

und somit

$$\int_{\mathcal{C}_1} \mathbf{F}(\mathbf{x}) \cdot d\mathbf{x} = R \left(F_0^2 - F_0^1 \right) + \kappa_2 \frac{\pi}{2} R^2.$$

 $^{^{11}}$ Der Kraftanteil $-\kappa_1$ x trägt längs \mathcal{C}_1 nicht bei, da die Wegtangente längs \mathcal{C}_1 stets senkrecht zu x ist.

Da $(\mathbf{e}_1 \times \mathbf{e}_2) \times \mathbf{x}$ längs \mathcal{C}_2 stets senkrecht zur Wegtangente steht, gilt

$$\int_{\mathcal{C}_2} \mathbf{F}(\mathbf{x}) \cdot d\mathbf{x} = \int_{\mathcal{C}_2} (\mathbf{F}_0 - \kappa_1 \, \mathbf{x}) \cdot d\mathbf{x}$$

und somit, da $\mathbf{F}_0 - \kappa_1 \mathbf{x}$ konservativ ist

$$\int_{\mathcal{C}_2} \mathbf{F}(\mathbf{x}) \cdot d\mathbf{x} = \int_{\mathcal{C}_1} (\mathbf{F}_0 - \kappa_1 \mathbf{x}) \cdot d\mathbf{x}$$

$$= R(F_0^2 - F_0^1).$$

Es gilt also insbesondere

$$\kappa_2 \neq 0 \implies \int_{\mathcal{C}_1} \mathbf{F}(\mathbf{x}) \cdot d\mathbf{x} \neq \int_{\mathcal{C}_2} \mathbf{F}(\mathbf{x}) \cdot d\mathbf{x},$$

weil $(\mathbf{e}_1 \times \mathbf{e}_2) \times \mathbf{x}$ nicht¹² konservativ ist

Zu Aufgabe 56: In Kugelkoordinaten gilt

$$g^{r}(r, \vartheta, \varphi) \stackrel{\text{def}}{=} \mathbf{g}\left(\mathbf{x}(r, \vartheta, \varphi)\right) \cdot \mathbf{e}_{r}(r, \vartheta, \varphi)$$
$$= -\frac{GM}{r^{2}}$$

und somit

$$\underbrace{\frac{\int_{\partial U_R(0)} \mathbf{g}(\mathbf{x}) \cdot d\mathbf{S}_{\mathbf{x}}}_{\partial U_R(0)}}_{\mathbf{g}(\mathbf{x}) \cdot d\mathbf{S}_{\mathbf{x}}} = \int_{\varphi=0}^{2\pi} \int_{\vartheta=0}^{\pi} \frac{-G M}{R^2} \underbrace{\frac{R^2 \sin \vartheta \, d\vartheta \, d\varphi}{=|d\mathbf{S}_{\mathbf{x}}|}}_{=|d\mathbf{S}_{\mathbf{x}}|}$$

$$= -G M \underbrace{\int_{\varphi=0}^{2\pi} \int_{\vartheta=0}^{\pi} \sin \vartheta \, d\vartheta \, d\varphi}_{=4\pi}$$

$$= -4\pi G M$$

— im Einklang mit dem Gaussschen Gesetz (4.49).

Zu Aufgabe 57: Gemäß Abschnitt 4.4.2 der Vorlesung gilt

$$\int_{U_R(0)} dV_{\mathbf{x}} = \int_{\varphi=0}^{2\pi} \int_{\vartheta=0}^{\pi} \int_{r=0} Rr^2 \sin \vartheta \, dr \, d\vartheta \, d\varphi$$

$$= \underbrace{\int_0^R r^2 \, dr}_{=\frac{1}{3} r^3 \Big|_0^R} \underbrace{\int_{\varphi=0}^{2\pi} \int_{\vartheta=0}^{\pi} \sin \vartheta \, d\vartheta \, d\varphi}_{4\frac{\pi}{3} 2^{4\pi}}$$

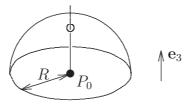
_____ Version vom 26. März 2009 _____

¹²Vgl. Aufgabe 54b).

und somit:

$$\frac{4}{3}\pi R^3$$
 = Volumen einer Kugel vom Radius R .

Zu Aufgabe 58: Die Halbkugel sei gemäß folgender Skizze orientiert:



Aus Symmetriegründen muß dann für den Ortsvektor \mathbf{X} (bzgl. P_0) des Schwerpunktes der Halbkugel

$$\mathbf{X} = X^3 \, \mathbf{e}_3$$

gelten, wobei

$$X^{3} = \frac{2}{M} \int_{\text{Halbkugel}} \underbrace{\frac{\mu}{\text{konst.}}}_{\text{konst.}} \underbrace{\frac{x^{3}}{R \cos \vartheta}} dV_{\mathbf{x}}$$

$$= 2 \frac{\mu}{M} \underbrace{\int_{0}^{R} r^{3} dr}_{=\frac{1}{4} r^{4} \Big|_{0}^{R}} \underbrace{\int_{0}^{\pi/2} \cos \vartheta \sin \vartheta d\vartheta}_{=\frac{1}{2} \sin^{2} \vartheta \Big|_{0}^{\pi/2}} \underbrace{\int_{0}^{2\pi} d\varphi}_{=2\pi}$$

$$= 2 \frac{3}{4\pi R^{3}} \frac{R^{4}}{4} \frac{1}{2} 2\pi$$

mit

$$M \stackrel{\text{def}}{=} \mu \frac{4}{3} \pi R^3$$

gilt. Daraus folgt:

$$\mathbf{X} = \frac{3}{8} R \mathbf{e}_3.$$

Zu Aufgabe 59: Wir betrachten nur einen einzigen Zeitpunkt und wählen dafür die rechtshändige ONB $(\mathbf{e}_1, \mathbf{e}_2, \mathbf{e}_3)$ so, daß der Zylinder das Gebiet

$$\mathcal{G} \stackrel{\text{def}}{=} \left\{ \mathbf{x} \in \mathbb{R}^3 : \left| x^3 \right| < \frac{L}{2}, \left| x^1 \right|^2 + \left| x^2 \right|^2 \le R \right\}$$

ausfüllt.

Dann gilt für den Trägheitstensor θ des Zylinders (zum betrachteten Zeitpunkt)

$$\theta(\mathbf{e}_j, \mathbf{e}_k) = \mu \int_{\mathcal{G}} (\mathbf{e}_j \times \mathbf{x}) \cdot (\mathbf{e}_k \times \mathbf{x}) \, dV_{\mathbf{x}} \quad \forall j, k \in \{1, 2, 3\}$$

mit

$$\mu \stackrel{\text{def}}{=} \text{Massendichte}$$

$$= \frac{M}{\pi R^2 L}.$$

Aus Symmetriegründen ist klar, daß

$$j \neq k \implies \theta\left(\mathbf{e}_{i}, \mathbf{e}_{k}\right) = 0$$

gilt. 13 Daraus folgt

$$heta\left(oldsymbol{\omega}_{1},oldsymbol{\omega}_{2}
ight)=\sum_{j=1}^{3}\left(\mathbf{e}_{j}\cdotoldsymbol{\omega}_{1}
ight)\left(\mathbf{e}_{j}\cdotoldsymbol{\omega}_{2}
ight) heta\left(\mathbf{e}_{j},\mathbf{e}_{j}
ight)\,.$$

Es sind also nur noch die Hauptträgheitsmomente

$$\theta(\mathbf{e}_1, \mathbf{e}_1) = \theta(\mathbf{e}_2, \mathbf{e}_2)$$
 und $\theta(\mathbf{e}_3, \mathbf{e}_3)$

zu bestimmen:

$$\frac{\theta(\mathbf{e}_{3}, \mathbf{e}_{3})}{\mathbf{e}_{3}} = \frac{M}{\pi R^{2} L} \int_{h=-\frac{L}{2}}^{+\frac{L}{2}} \int_{\varphi=0}^{2\pi} \int_{\rho=0}^{R} \rho^{2} \underbrace{\rho \, \mathrm{d}\rho \, \mathrm{d}\varphi \, \mathrm{d}h}_{=\mathrm{d}V}$$

$$= \frac{2 M}{R^{2}} \int_{\rho=0}^{R} \rho^{3} \, \mathrm{d}\rho$$

$$= \underbrace{\frac{M}{2} R^{2}}_{R},$$

$$\underline{\frac{\theta(\mathbf{e}_{1}, \mathbf{e}_{1})}{\pi R^{2} L}} = \frac{M}{\pi R^{2} L} \int_{h=-\frac{L}{2}}^{+\frac{L}{2}} \int_{\varphi=0}^{2\pi} \int_{\rho=0}^{R} (\rho^{2} \sin^{2} \varphi + h^{2}) \rho \, d\rho \, d\varphi \, dh$$

$$= \frac{M}{\pi R^{2}} \underbrace{\int_{0}^{R} \rho^{3} \, d\rho}_{=\frac{1}{4} R^{4}} \underbrace{\int_{0}^{2\pi} \sin^{2} \varphi \, d\varphi}_{=\frac{1}{4} \int_{0}^{2\pi} (e^{+i\varphi} - e^{-i\varphi})^{2} \, d\varphi} + \underbrace{\frac{M}{L} \int_{-\frac{L}{2}}^{+\frac{L}{2}} h^{2} \, dh}_{=\frac{M}{12} L^{2}}$$

$$= \frac{M}{4} \left(R^{2} + \frac{L^{2}}{3} \right).$$

Version vom 26. März 2009

$$\begin{array}{ll} \theta\left(\mathbf{e}_{j},\mathbf{e}_{k}\right) & \underset{\mathrm{Symmetrie}}{=} & \theta\left(\mathbf{e}_{j},-\mathbf{e}_{k}\right) \\ & \underset{\mathrm{Linearit\"{a}t}}{=} & -\theta\left(\mathbf{e}_{j},\mathbf{e}_{k}\right) & \mathrm{f\"{u}r} \ j \neq k \neq 3 \,. \end{array}$$

 $^{^{13}\}mathrm{Denn}$:

Zu Aufgabe 60: Für einen beliebigen festen Zeitpunkt t wählen wir eine Orthonormalbasis $\{\mathbf{e}_1, \mathbf{e}_2, \mathbf{e}_3\}$ des \mathbb{R}^3 mit $\mathbf{e}_3 = \mathbf{e}(t)$. Damit ergibt sich

$$\mathbf{L}(t) = \sum_{j=1}^{3} (\mathbf{L}(t) \cdot \mathbf{e}_{j}) \mathbf{e}_{j}$$

$$= \sum_{j=1}^{3} \theta_{t} (\mathbf{e}_{j}, \boldsymbol{\omega}(t)) \mathbf{e}_{j}$$

$$= \sum_{j=1}^{3} \underbrace{\omega}_{\neq 0} \theta_{t} (\mathbf{e}_{j}, \mathbf{e}_{3}) \mathbf{e}_{j}$$

und somit

$$\mathbf{L}(t) \propto \mathbf{e}(t) \iff \theta_t(\mathbf{e}_j, \mathbf{e}(t)) = 0 \quad \forall j \in \{1, 2\} .$$

Daraus folgt die Behauptung.

Anmerkung: Schon für Punktteilchen gilt $\mathbf{L}(t) \overset{\mathrm{i.a.}}{\not\propto} \mathbf{e}(t)$.

Zu Aufgabe 61a): Wir wählen eine Orthonormalbasis $\{e_1, e_2, e_3\}$ des \mathbb{R}^3 mit $e_3 = e$. Voraussetzungsgemäß gilt dann

$$\frac{\mathbf{v}(\mathbf{x})}{|\mathbf{v}(\mathbf{x})|} = \frac{x^3}{|x^3|} \,\mathbf{e}_3$$

und

$$d|x^3| = |\mathbf{v}(\mathbf{x})| \quad \forall \mathbf{x} \in \mathbb{R}^3.$$

Daraus folgt

$$\mathbf{\underline{v}(\mathbf{x})} = d\,x^3\,\mathbf{e}_3 \quad \forall\,\mathbf{x} \in \mathbb{R}^3$$

und somit

$$\int_{\partial U_R(0)} \mathbf{v}(\mathbf{x}) \cdot d\mathbf{S}_{\mathbf{x}} = \int_{\vartheta=0}^{\pi} \int_{\varphi=0}^{2\pi} d \underbrace{R \cos \vartheta}_{=x^3} \underbrace{\cos \vartheta}_{=\mathbf{e}_3 \cdot \mathbf{e}_r} \underbrace{R^2 \sin \vartheta \, d\vartheta \, d\varphi}_{=|d\mathbf{S}|}$$

$$= r^3 d \underbrace{\int_{\varphi=0}^{2\pi} d\varphi}_{=2\pi} \underbrace{\int_{\vartheta=0}^{\pi} \sin \vartheta \, \cos^2 \vartheta \, d\vartheta}_{=2/3}$$

$$= \frac{4}{3} \pi R^3 d.$$

Mit $|U_R(0)| = \frac{4}{3} \pi R^3$ folgt daraus

$$\frac{1}{|U_R(0)|} \int_{\partial U_R(0)} \mathbf{v}(\mathbf{x}) \cdot d\mathbf{S}_{\mathbf{x}} = d.$$

Zu Aufgabe 61b): Für die Ausdehnung in die Richtungen e_1, e_2, e_3 mit den entsprechenden relativen Längenänderungen pro Zeiteinheit d_1, d_2, d_3 gilt

$$\mathbf{v}(\mathbf{x}) = \sum_{j=1}^{3} d_j \, x^j \, \mathbf{e}_j$$

und somit

$$\int_{\partial U_B(0)} \mathbf{v}(\mathbf{x}) \cdot d\mathbf{S}_{\mathbf{x}} = \frac{4}{3} \pi R^3 (d_1 + d_2 + d_3),$$

in Übereinstimmung mit

$$\operatorname{div} \mathbf{v}(\mathbf{x}) = d_1 + d_2 + d_3$$

und

$$\int_{\partial U_R(0)} \mathbf{v}(\mathbf{x}) \cdot d\mathbf{S}_{\mathbf{x}} = \int_{U_R(0)} \operatorname{div} \mathbf{v}(\mathbf{x}) dV_{\mathbf{x}}$$
$$= (d_1 + d_2 + d_3) |U_R(0)|.$$

Zu Aufgabe 62: Aus Symmetriegründen muß

$$\mathbf{g}(\mathbf{x}) = g(\underbrace{r}_{=|\mathbf{x}|}) \underbrace{\mathbf{e}_r}_{=\mathbf{x}/|\mathbf{x}|}$$

und somit

$$\underbrace{\int_{\partial U_{r}(0)} \mathbf{g}(\mathbf{x}) \cdot d\mathbf{S}_{\mathbf{x}}}_{=g(r) \underbrace{|\partial U_{r}(0)|}_{=4\pi \ r^{2}}} = \underbrace{-4\pi \ G}_{GAUSSSChes \ Ges.} -4\pi \ G$$

$$\underbrace{\int_{U_{r}(0)} \mu(\mathbf{x}) \, dV_{\mathbf{x}}}_{U_{r}(0)}$$

$$= \underbrace{\left\{ \underbrace{\frac{4}{3} \pi \ r^{3} \mu}_{=M} \quad \text{für } r \leq R \right\}}_{=M}$$

gelten. Daraus folgt

$$g(r) = \begin{cases} -G\frac{4}{3}\pi \mu r & \text{für } r \leq R \\ -\frac{GM}{r^2} & \text{für } r \geq R \end{cases}$$

und somit gemäß Vorlesung $\mathbf{g}(\mathbf{x}) = -\operatorname{grad} V(\mathbf{x})$ mit:

$$\underbrace{V(\mathbf{x})}_{\text{stetig}} - \underbrace{V_0}_{\text{Konvention}} = \begin{cases} -\frac{\operatorname{G} M}{|\mathbf{x}|} & \text{für } |\mathbf{x}| \ge R, \\ \\ \frac{2}{3} \pi \operatorname{G} \mu |\mathbf{x}|^2 - \underbrace{\frac{3 \operatorname{G} M}{2R}}_{\text{zwecks Stetigkeit}} & \text{für } |\mathbf{x}| \le R. \end{cases}$$

Zu Aufgabe 63: Die $(\mathbf{e}_3 = -\mathbf{g}/|\mathbf{g}|)$ -Komponente der gesamten Oberflächenkraft auf \mathcal{K} ist

$$\mathbf{e}_{3} \cdot \int_{\partial \mathcal{G}} \left(-p(\mathbf{x}) \underbrace{\mathbf{n}(\mathbf{x})}_{=d\mathbf{S}_{\mathbf{x}}}\right) |d\mathbf{S}_{\mathbf{x}}| = \int_{\partial \mathcal{G}} \left(-p(\mathbf{x}) \mathbf{e}_{3}\right) \cdot d\mathbf{S}_{\mathbf{x}}$$

$$\stackrel{=}{\underset{GAUSS}} \int_{\mathcal{G}} \operatorname{div} \left(-p(\mathbf{x}) \mathbf{e}_{3}\right) dV_{\mathbf{x}}$$

$$= -\int_{\mathcal{G}} \frac{\partial}{\partial x^{3}} p(\mathbf{x}) dV_{\mathbf{x}},$$

wobei $p(\mathbf{x})$ die Druckverteilung innerhalb der Flüssigkeit bezeichnet. Mit

$$p(\mathbf{x}) = \mu \mathbf{x} \cdot \mathbf{g} + \text{const.}$$

= $-\mu |\mathbf{g}| x^3 + \text{const.}$

folgt daraus die Behauptung.

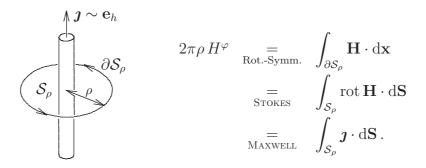
Anmerkung: Das Archimedische Prinzip ist physikalisch (auch ohne die verwendeten Näherungen) sehr plausibel:

Wenn man den Körper durch ruhende Flüssigkeit ersetzt, kompensieren sich Oberflächen- und Volumenkräfte. Die von außen auf $\partial \mathcal{G}$ wirkende — von den tatsächlichen Gleichgewichtsverhältnissen im Inneren von \mathcal{G} unabhängige — gesamte Oberflächenkraft stimmt also bis auf Vorzeichen mit der Gewichtskraft der verdrängten Flüssigkeitsmenge überein.

Zu Aufgabe 64: Indem wir \mathbf{e}_h in Richtung von $\boldsymbol{\jmath}$ wählen, ist in Zylinderkoordinaten¹⁴

$$H^{\varphi}(\rho,\varphi,h) \stackrel{\text{def}}{=} \mathbf{H}(\rho,\varphi,h) \cdot \mathbf{e}_{\varphi}(\rho,\varphi,h)$$

leicht zu bestimmen:



Das Ergebnis lautet

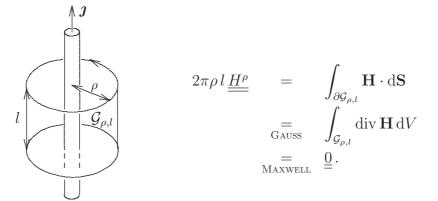
$$H^{\varphi}(\rho,\varphi,h) = \frac{J_{\rho}}{2\pi\rho},$$

Version vom 26. März 2009

¹⁴Siehe Abschnitt 4.3.2 der Vorlesung.

wobei J_{ρ} den Gesamtstrom durch die Röhre vom Radius ρ um die \mathbf{e}_h -Achse in Richtung von \mathbf{e}_h (≥ 0) bezeichnet. Es ist aber noch $H^{\rho} = H^h = 0$ zu zeigen:

Für einen unendlich langen Stromfaden sollte ${\bf H}$ unabhängig von h sein. Daher:



Andererseits muß $H^h \stackrel{\text{def}}{=} \mathbf{H} \cdot \mathbf{e}_h$ wegen

$$rot \mathbf{H} \underset{\text{Maxwell}}{\propto} \propto \mathbf{e}_h \tag{D.71}$$

konstant sein:

$$\begin{array}{c|c}
 & \mathcal{J} \\
 & \stackrel{\Delta\rho}{\longrightarrow} \\
 & \mathcal{S}_{\rho,\Delta\rho,l} \\
 & \mathcal{S}_{\rho,\Delta\rho,l}
\end{array}$$

$$\begin{array}{c|c}
 & l\left(H^h(\rho) - H^h(\rho + \Delta\rho)\right) \\
 & = \int_{\partial S_{\rho,\Delta\rho,l}} \mathbf{H} \cdot d\mathbf{x} \\
 & = \int_{S_{TOKES}} \mathbf{Tot} \mathbf{H} \cdot d\mathbf{S} \\
 & = \int_{S_{\rho,\Delta\rho,l}} \mathbf{Tot} \mathbf{H} \cdot d\mathbf{S} \\
 & = \int_{MAXWELL} \mathbf{M} \cdot \mathbf{M$$

Damit H^h in unendlichem Abstand vom Stromfaden verschwindet, muß H^h also überall verschwinden.

Zu Aufgabe 65: Für stetig differenzierbares F(x) gilt

$$\nabla \times \left(-\mathbf{x} \times \int_{0}^{1} \lambda \, \mathbf{F}(\lambda \, \mathbf{x}) \, d\lambda \right)$$

$$= \underbrace{\begin{pmatrix} \mathbf{\nabla} \cdot \int_{0}^{1} \lambda \, \mathbf{F}(\lambda \, \mathbf{x}) \, d\lambda \end{pmatrix}}_{=\int_{0}^{1} \lambda^{2} \, \mathrm{div} \, \mathbf{F}(\lambda \, \mathbf{x}) \, d\lambda} \mathbf{F}(\lambda \, \mathbf{x}) \, d\lambda + \underbrace{\begin{pmatrix} \mathbf{\nabla} \cdot \mathbf{x} \end{pmatrix} \int_{0}^{1} \lambda \, \mathbf{F}(\lambda \, \mathbf{x}) \, d\lambda}_{=\int_{0}^{1} \lambda^{2} \, \frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}\lambda} \, \mathbf{F}(\lambda \, \mathbf{x}) \, d\lambda}$$

$$+ \underbrace{\begin{pmatrix} \mathbf{\nabla} \cdot \mathbf{x} \end{pmatrix} \int_{0}^{1} \lambda \, \mathbf{F}(\lambda \, \mathbf{x}) \, d\lambda}_{=\int_{0}^{1} \lambda^{2} \, \frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}\lambda} \, \mathbf{F}(\lambda \, \mathbf{x}) \, d\lambda}.$$

Mit

$$\int_0^1 \left(\underbrace{2\lambda \mathbf{F}(\lambda \mathbf{x}) + \lambda^2 \frac{d}{d\lambda} \mathbf{F}(\lambda \mathbf{x})}_{=\frac{d}{d\lambda} \left(\lambda^2 \mathbf{F}(\lambda \mathbf{x}) \right)} \right) d\lambda = \mathbf{F}(\mathbf{x})$$

folgt daraus die Behauptung.

Zu Aufgabe 66: Aus

$$\frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}t} \Phi \Big(\mathbf{x}(t) \Big) = \dot{\mathbf{x}}(t) \cdot \operatorname{grad} \Phi \Big(\mathbf{x}(t) \Big)$$
und
$$\frac{\partial}{\partial r} \mathbf{x}(r, \vartheta, \varphi) = \mathbf{e}_r(r, \vartheta, \varphi) ,$$

$$\frac{\partial}{\partial \vartheta} \mathbf{x}(r, \vartheta, \varphi) = r \mathbf{e}_{\vartheta}(r, \vartheta, \varphi) ,$$

$$\frac{\partial}{\partial \varphi} \mathbf{x}(r, \vartheta, \varphi) = r \sin \vartheta \mathbf{e}_{\varphi}(r, \vartheta, \varphi)$$

$$\frac{\partial}{\partial \varphi} \mathbf{x}(r, \vartheta, \varphi) = r \sin \vartheta \mathbf{e}_{\varphi}(r, \vartheta, \varphi)$$

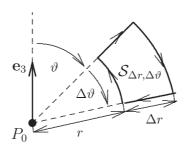
folgt:

$$(\operatorname{grad}\Phi)^{r} \stackrel{\text{def}}{=} \mathbf{e}_{r} \cdot \operatorname{grad}\Phi = \frac{\partial}{\partial r}\Phi,$$

$$(\operatorname{grad}\Phi)^{\vartheta} \stackrel{\text{def}}{=} \mathbf{e}_{\vartheta} \cdot \operatorname{grad}\Phi = \frac{1}{r}\frac{\partial}{\partial \vartheta}\Phi,$$

$$(\operatorname{grad}\Phi)^{\varphi} \stackrel{\text{def}}{=} \mathbf{e}_{\varphi} \cdot \operatorname{grad}\Phi = \frac{1}{r\sin\vartheta}\frac{\partial}{\partial \varphi}\Phi.$$

Zu Aufgabe 67: Zur Bestimmung von $(\operatorname{rot} \jmath)^{\varphi} = (\operatorname{rot} \jmath) \cdot \mathbf{e}_{\varphi}$ seien Flächenstücke $\mathcal{S}_{\Delta r, \Delta \vartheta}$ folgender Art betrachtet:



Dafür gilt

$$\int_{\partial S_{\Delta r, \Delta \vartheta}} \boldsymbol{\jmath} \cdot d\mathbf{x} \\
= \int_{r}^{r+\Delta r} \left(\jmath^{r}(r', \vartheta, \varphi) - \jmath^{r}(r', \vartheta + \Delta \vartheta, \varphi) \right) dr' \\
+ \int_{\vartheta}^{\vartheta + \Delta \vartheta} \left((r + \Delta r) \, \jmath^{\vartheta}(r + \Delta r, \vartheta', \varphi) - r \, \jmath^{\vartheta}(r, \vartheta', \varphi) \right) d\vartheta' \\
= \underbrace{\left\{ \int_{\vartheta}^{r} (r_{1}, \vartheta, \varphi) - \jmath^{r}(r_{1}, \vartheta + \Delta \vartheta, \varphi) \right\} \Delta r}_{\text{für geeignete } r_{1} \in [r, r + \Delta r], \ \vartheta_{1} \in [\vartheta, \vartheta + \Delta \vartheta]}$$

$$\begin{aligned} &= \\ &= \\ &- \left(\frac{\partial}{\partial \vartheta} \, \jmath^r(r_1, \vartheta, \varphi) \right)_{|\vartheta = \vartheta_2} \Delta \vartheta \, \Delta r \\ &+ \left(\frac{\partial}{\partial r} \Big(r \, \jmath^r(r_1, \vartheta, \varphi) \Big) \right)_{|r = r_2} \Delta r \, \Delta \vartheta \end{aligned}$$
 für geeignete $r_{\nu} \in [r, r + \Delta r] \,, \, \vartheta_{\nu} \in [\vartheta, \vartheta + \Delta \vartheta] \,.$

Mit

$$|\mathcal{S}_{\Delta r, \Delta \vartheta}| = \int_{r'=r}^{r+\Delta r} \int_{\vartheta'=\vartheta}^{\vartheta+\Delta\vartheta} r \, \mathrm{d}\vartheta' \, \mathrm{d}r'$$

$$= r_3 \, \Delta r \, \Delta\vartheta \quad \text{für geeignetes } r_3 \in [r, r+\Delta r]$$
Satz 3.3.4

folgt daraus:

$$\frac{(\operatorname{rot} \boldsymbol{\jmath})^{\varphi}(r, \vartheta, \varphi)}{= \lim_{\text{Folg. }} \frac{1}{4.3.9} \lim_{\Delta r, \Delta \vartheta \to +0} \frac{1}{|\mathcal{S}_{\Delta r, \Delta \vartheta}|} \int_{\partial \mathcal{S}_{\Delta r, \Delta \vartheta}} \boldsymbol{\jmath} \cdot d\mathbf{x}$$

$$= \lim_{\substack{r_{\nu} \to r \\ \vartheta_{\nu} \to \vartheta}} \frac{1}{r_{3}} \left(\left(\frac{\partial}{\partial r} \left(r \, \boldsymbol{\jmath}^{r}(r_{1}, \vartheta, \varphi) \right) \right) \right)_{|r=r_{2}} - \left(\frac{\partial}{\partial \vartheta} \, \boldsymbol{\jmath}^{r}(r_{1}, \vartheta, \varphi) \right)_{|\vartheta=\vartheta_{2}} \right)$$

$$= \frac{1}{r} \frac{\partial}{\partial r} \left(r \, \boldsymbol{\jmath}^{\vartheta} \right) - \frac{1}{r} \frac{\partial}{\partial \vartheta \, \boldsymbol{\jmath}^{r}}.$$

Analog lassen sich $(\operatorname{rot} \boldsymbol{\jmath})^{\vartheta}$ und $(\operatorname{rot} \boldsymbol{\jmath})^r$ bestimmen:

Für die Flächenstücke

$$\hat{\mathcal{S}}_{\Delta r, \Delta \varphi} \stackrel{\text{def}}{=} \left\{ \mathbf{x}(\varphi', r') \stackrel{\text{def}}{=} \mathbf{x}(\underbrace{r', \vartheta, \varphi'}) : r' \in [r, r + \Delta r], \varphi' \in [\varphi, \varphi + \Delta \varphi] \right\}$$
Kugelkoord.

gilt

$$\int_{\hat{\mathcal{S}}_{\Delta r, \Delta \varphi}} \mathbf{j} \cdot d\mathbf{x}$$

$$= \int_{\varphi}^{\varphi + \Delta \varphi} \left(r \, j^{\varphi}(r, \vartheta, \varphi') - (r + \Delta r) \, j^{\varphi}(r + \Delta r, \vartheta, \varphi') \right) dr'$$

$$+ \int_{r}^{r + \Delta r} \left(j^{r}(r', \vartheta, \varphi + \Delta \varphi) - j^{r}(r', \vartheta, \varphi) \right) dr'$$

$$= \left(r \, j^{\varphi}(r, \vartheta, \varphi_{1}) - (r + \Delta r) \, j^{\varphi}(r + \Delta r, \vartheta, \varphi_{1}) \right) \sin \vartheta \, \Delta \varphi$$

$$\left(j^{r}(r_{1}, \vartheta, \varphi + \Delta \varphi) - j^{r}(r_{1}, \vartheta, \varphi) \right) \Delta r$$

$$= -\left(\frac{\partial}{\partial r} \left(r \, j^{\varphi}(r, \vartheta, \varphi_{1}) \right) \right) \Delta r \sin \vartheta \varphi$$

$$+ \left(\frac{\partial}{\partial \varphi} \, j^{r}(r_{1}, \vartheta, \varphi) \right)_{|\varphi = \varphi_{2}} \Delta \varphi \, \Delta r.$$

mit geeigneten $r_\nu \in [r,r+\Delta r]$ und $\varphi_\nu \in [\varphi,\varphi+\Delta\varphi]$. Mit

$$\begin{vmatrix} \hat{\mathcal{S}}_{\Delta r, \Delta \varphi} \end{vmatrix} = \int_{r'=r}^{r+\Delta r} \int_{\varphi'}^{\varphi+\Delta \varphi} r' \sin \vartheta \, d\varphi' \, dr'$$
$$= r_3 \sin \vartheta \, d\varphi' \, dr'$$

folgt daraus

$$\frac{(\operatorname{rot} \boldsymbol{\jmath})^{\vartheta}}{=} = \lim_{\Delta r, \Delta \varphi \to +0} \frac{1}{\left|\hat{\mathcal{S}}_{\Delta r, \Delta \varphi}\right|} \int_{\partial \hat{\mathcal{S}}_{\Delta r, \Delta \varphi}} \boldsymbol{\jmath} \cdot d\mathbf{x}$$

$$= \frac{1}{r \sin \vartheta} \frac{\partial}{\partial \varphi} \boldsymbol{\jmath}^r - \frac{1}{r} \frac{\partial}{\partial r} (r \boldsymbol{\jmath}^{\varphi}).$$

Für die Flächenstücke

$$\mathcal{S}_{\Delta\vartheta,\Delta\varphi} \stackrel{\text{def}}{=} \left\{ \mathbf{x}(\vartheta',\varphi') \stackrel{\text{def}}{=} \mathbf{x}(r,\vartheta',\varphi') : \vartheta' \in \left[\vartheta,\vartheta+\Delta\vartheta\right], \, \varphi' \in \varphi, \varphi+\Delta\varphi \right] \right\}$$

300

gilt

$$\int_{\partial \mathcal{S}_{\Delta\vartheta,\Delta\varphi}} \mathbf{j} \cdot d\mathbf{x}
= \int_{\vartheta}^{\vartheta+\Delta\vartheta} \left(j^{\vartheta}(r,\vartheta',\varphi) - j^{\vartheta}(r,\vartheta',\varphi + \Delta\varphi) \right) r \, d\vartheta'
+ \int_{\varphi}^{\varphi+\Delta\varphi} \left(\sin(\vartheta + \Delta\vartheta) j^{\varphi}(r,\vartheta + \Delta\vartheta,\varphi') - \sin\vartheta j^{\varphi}(r,\vartheta,\varphi') \right) r \, d\varphi'
= \left(j^{\vartheta}(r,\vartheta_{1},\varphi) - j^{\vartheta}(r,\vartheta_{1},\varphi + \Delta\varphi) \right) r \, \Delta\vartheta
\left(\sin(\vartheta + \Delta\vartheta) j^{\varphi}(r,\vartheta + \Delta\vartheta,\varphi_{1}) - \sin\vartheta j^{\varphi}(r,\vartheta,\varphi_{1}) \right) r \, \Delta\varphi
= -\left(\frac{\partial}{\partial \varphi} j^{\vartheta}(r,\vartheta_{1},\varphi) \right)_{|\varphi=\varphi_{2}} \Delta\varphi \, r \, \Delta\vartheta
+ \left(\frac{\partial}{\partial \vartheta} \left(\sin\vartheta j^{\varphi}(r,\vartheta,\varphi_{1}) \right) \right)_{|\vartheta=\vartheta_{2}} \Delta\vartheta \, r \, \Delta\varphi$$

mit geeigneten $\vartheta_{\nu}\in [\theta,\vartheta+\Delta\vartheta]$ und $\varphi_{\nu}\in [\varphi,\varphi+\Delta\varphi]$. Mit

$$|\mathcal{S}_{\Delta\vartheta,\Delta\varphi}| = \int_{\vartheta'=\vartheta}^{\vartheta+\Delta\vartheta} \int_{\varphi'=\varphi}^{\varphi+\Delta\varphi} r^2 \sin\vartheta' \, d\vartheta' \, d\varphi'$$
$$= r^2 \sin\vartheta_3 \, \Delta\vartheta \, \Delta\varphi$$

folgt daraus

$$\underline{\underline{(\cot \boldsymbol{\jmath})^r}} = \lim_{\Delta\vartheta,\Delta\varphi\to+0} \frac{1}{|\mathcal{S}_{\Delta\vartheta,\Delta\varphi}|} \int_{\partial\mathcal{S}_{\Delta\vartheta,\Delta\varphi}} \boldsymbol{\jmath} \cdot d\mathbf{x}$$

$$= \underbrace{\frac{1}{r \sin\vartheta} \frac{\partial}{\partial\vartheta} (\sin\vartheta \jmath^{\varphi}) - \frac{1}{r \sin\vartheta} \frac{\partial}{\partial\varphi} \jmath^{\vartheta}}_{\partial\varphi}.$$

Im Einklang mit dem Ergebnis von Aufgabe 53 gilt somit

für Radialfelder: rot
$$\mathbf{j} = 0 \iff \frac{\partial}{\partial \varphi} j^r = \frac{\partial}{\partial \vartheta} j^r = 0$$
.

Zu Aufgabe 68: Für die Gebiete

$$\mathcal{G}_{\Delta r, \Delta \vartheta, \Delta \varphi} \stackrel{\text{def}}{=} \left\{ \mathbf{x}(r', \vartheta', \varphi') : r' \in [r, r + \Delta r], \vartheta' \in [\vartheta, \vartheta + \Delta \vartheta], \varphi' \in [\varphi, \varphi + \Delta \varphi] \right\}$$

gilt

$$\int_{\partial \mathcal{G}_{\Delta r, \Delta \vartheta, \Delta \varphi}} \mathbf{j} \cdot d\mathbf{S}
= \int_{r'=r}^{r+\Delta r} \int_{\vartheta'=\vartheta}^{\vartheta+\Delta \vartheta} \left(j^{\varphi}(r', \vartheta', \varphi + \Delta \varphi) - j^{\varphi}(r', \vartheta', \varphi) \right) r' dr' d\vartheta'
\int_{\vartheta'=\vartheta}^{\vartheta+\Delta \vartheta} \int_{\varphi'=\varphi}^{\varphi+\Delta \varphi} \left((r + \Delta r)^2 j^r (r + \Delta r, \vartheta', \varphi') - r^2 j^r (r, \vartheta', \varphi') \right) \sin \vartheta' d\vartheta' d\varphi'
\int_{\varphi'=\varphi}^{\varphi+\Delta \varphi} \int_{r'=r}^{r+\Delta r} \left(\sin(\vartheta + \Delta \vartheta) j^{\vartheta}(r', \vartheta + \Delta \vartheta, \varphi') - \sin \vartheta j^{\vartheta}(r', \vartheta, \varphi') \right) r' dr' d\varphi
= \left(j^{\varphi}(r_1, \vartheta_1, \varphi + \Delta \varphi) - j^{\varphi}(r_1, \vartheta_1, \varphi) \right) r_1 \Delta r \Delta \vartheta
+ \left((r + \Delta r)^2 j^r (r + \Delta r, \vartheta_2, \varphi_2) - r^2 j^r (r, \vartheta_2, \varphi_2) \right) \sin \vartheta_4 \Delta \vartheta \Delta \varphi
+ \left(\sin(\vartheta + \Delta \vartheta) j^{\vartheta}(r_3, \vartheta + \Delta \vartheta, \varphi_3) - \sin \vartheta j^{\vartheta}(r_3, \vartheta, \varphi_3) \right) r_4 \Delta r \Delta \varphi
= \left(\frac{\partial}{\partial \varphi} j^{\varphi}(r_1, \vartheta_1, \varphi) \right)_{|_{\varphi=\varphi_1}} \Delta \varphi r_1 \Delta r \Delta \vartheta
+ \left(\frac{\partial}{\partial r} \left(r^2 j^r (r, \vartheta_2, \varphi_2) \right) \right)_{|_{r=r_2}} \Delta r \sin \vartheta_4 \Delta \vartheta \Delta \varphi
+ \left(\frac{\partial}{\partial \vartheta} \left(\sin \vartheta j^{\vartheta}(r_3, \vartheta, \varphi_3) \right) \right)_{|_{z=\vartheta_2}} \Delta \vartheta r_4 \Delta_r \Delta \varphi$$

mit geeigneten $r_{\nu} \in [r, r + \Delta r]$, $\vartheta_{\nu} \in [\theta, \vartheta + \Delta \vartheta]$ und $\varphi_{\nu} \in [\varphi, \varphi + \Delta \varphi]$. Mit

$$|\mathcal{G}_{\Delta r, \Delta \vartheta, \Delta \varphi}| = \int_{r'=r}^{r+\Delta r} \int_{\vartheta'=\vartheta}^{\vartheta+\Delta\vartheta} \int_{\varphi'=\varphi}^{\varphi+\Delta\varphi} r'^2 \sin \vartheta' \, dr' \, d\vartheta' \, d\varphi'$$
$$= r_5^2 \sin \vartheta_5 \, \Delta r \, \Delta \vartheta \, \Delta \varphi$$

für geeignete $r_5 \in [r, r + \Delta r]$ und $\vartheta_5 \in [\theta, \vartheta + \Delta \vartheta]$ folgt daraus

$$\frac{\operatorname{div} \boldsymbol{\jmath}}{\underbrace{\mathbf{J}}} = \lim_{\Delta r, \Delta \vartheta, \Delta \varphi \to +0} \frac{1}{|\mathcal{G}_{\Delta r, \Delta \vartheta, \Delta \varphi}|} \int_{\partial \mathcal{G}_{\Delta r, \Delta \vartheta, \Delta \varphi}} \boldsymbol{\jmath} \cdot d\mathbf{S}$$

$$= \frac{1}{r \sin \vartheta} \frac{\partial}{\partial \varphi} \boldsymbol{\jmath}^{\varphi} + \frac{1}{r^2} \frac{\partial}{\partial r} (r^2 \boldsymbol{\jmath}^r) + \frac{1}{r \sin \vartheta} \frac{\partial}{\partial \vartheta} (\sin \vartheta \boldsymbol{\jmath}^{\vartheta})$$

und somit

für Zentralfelder:
$$\operatorname{div} \boldsymbol{\jmath}(\mathbf{x}) = 0 \quad \forall \mathbf{x} \neq 0$$

$$\iff \frac{\partial}{\partial r} \left(r^2 \jmath^r \right) = 0 \qquad \forall r \neq 0$$

$$\iff \jmath^r(r, \vartheta, \varphi) = \frac{f(\vartheta, \varphi)}{r^2} \quad \forall r \neq 0$$

Zu Aufgabe 69: Die Behauptung folgt gemäß

$$\begin{split} \Delta\Phi & \stackrel{=}{\underset{\mathrm{Def.}}{=}} \operatorname{div}\operatorname{grad}\Phi \\ & \stackrel{=}{\underset{\mathrm{Aufg. }}{=}} \frac{1}{r^2}\frac{\partial}{\partial r}\left(r^2\left(\operatorname{grad}\Phi\right)^r\right) \\ & + \frac{1}{r\sin\vartheta}\frac{\partial}{\partial\vartheta}\left(\sin\vartheta\left(\operatorname{grad}\Phi\right)^\vartheta\right) \\ & + \frac{1}{r\sin\vartheta}\frac{\partial}{\partial\varphi}\left(\operatorname{grad}\Phi\right)^\varphi \\ & \stackrel{=}{\underset{\mathrm{Aufg. }}{=}} \frac{1}{r^2}\frac{\partial}{\partial r}\left(r^2\frac{\partial}{\partial r}\Phi\right) \\ & + \frac{1}{r\sin\vartheta}\frac{\partial}{\partial\vartheta}\left(\sin\vartheta\frac{1}{r}\frac{\partial}{\partial\vartheta}\Phi\right) \\ & + \frac{1}{r\sin\vartheta}\frac{\partial}{\partial\varphi}\left(\frac{1}{r\sin\vartheta}\frac{\partial}{\partial\varphi}\Phi\right) \\ & = \frac{1}{r^2}\frac{\partial}{\partial r}\left(r^2\frac{\partial}{\partial r}\Phi\right) + \frac{1}{r^2\sin\vartheta}\frac{\partial}{\partial\vartheta}\left(\sin\vartheta\frac{\partial}{\partial\vartheta}\Phi\right) + \frac{1}{r^2\sin^2\vartheta}\left(\frac{\partial}{\partial\varphi}\right)^2\Phi \\ \mathrm{mit} \\ & \frac{\partial}{\partial r}\left(r^2\frac{\partial}{\partial r}\Phi\right) = \frac{\partial}{\partial r}\left(r\frac{\partial}{\partial r}\left(r\Phi\right) - r\Phi\right) \\ & = r\left(\frac{\partial}{\partial r}\right)^2\left(r\Phi\right) \,. \end{split}$$

Zu Aufgabe 70a): Gemäß (4.15) und (4.3) gilt¹⁵

$$j^{k}(\mathbf{x}) - \left(j^{k}(0) + j_{\text{lin}}^{k}(\mathbf{x})\right) = \int_{0}^{1} (1 - \lambda) \left((\mathcal{L}_{\mathbf{x}})^{2} j^{k}\right) (\lambda \mathbf{x}) d\lambda \quad \forall k \in \{1, 2, 3\} , \mathbf{x} \in \mathbb{R}^{3}$$
(D.72)

bzgl. $(\mathbf{e}_1, \mathbf{e}_2, \mathbf{e}_3)$ mit

Aus (D.73) folgt

$$\mathbf{j}_{\text{lin}}(\mathbf{x}) = \begin{pmatrix} j_{1}^{1} & j_{2}^{1} & j_{3}^{1} \\ j_{1}^{2} & j_{2}^{2} & j_{3}^{2} \\ j_{3}^{3} & j_{3}^{3} & j_{3}^{3} \end{pmatrix} \begin{pmatrix} x^{1} \\ x^{2} \\ x^{3} \end{pmatrix} \quad \text{bzgl. } (\mathbf{e}_{1}, \mathbf{e}_{2}, \mathbf{e}_{3})$$
(D.74)

Version vom 26. März 2009

$$(\mathcal{L}_{\mathbf{x}} \, \jmath^k)(\lambda \, \mathbf{x}) = \frac{\partial}{\partial \lambda} \, \jmath^k(\lambda \, \mathbf{x}) \stackrel{\text{i.a.}}{\neq} \, \mathbf{x} \cdot \nabla_{\mathbf{x}} \, \jmath^k(\lambda \, \mathbf{x}) \,.$$

 $^{^{15}}$ Warnung:

mit

$$j^{k}_{l} \stackrel{\text{def}}{=} \left(\frac{\partial}{\partial x^{l}} j^{k}(\mathbf{x}) \right)_{|_{\mathbf{x}=0}}.$$

$$\sup_{0 < ||\mathbf{x}|| < 1} \frac{\left| \boldsymbol{\jmath}(\mathbf{x}) - \left(\boldsymbol{\jmath}(0) + \boldsymbol{\jmath}_{\text{lin}}(\mathbf{x}) \right) \right|}{\left| \mathbf{x} \right|^{2}} < \infty$$

folgt aus (D.72) (mit der Dreiecksungleichung) wegen

$$\begin{aligned} \sup_{0<\|\mathbf{x}\|<1} & \left| \int_{0}^{1} (1-\lambda) \left((\mathcal{L}_{\mathbf{x}})^{2} \, \jmath^{k} \right) (\lambda \, \mathbf{x}) \, \mathrm{d}\lambda \right| / |\mathbf{x}|^{2} \\ &= \sup_{0<\|\mathbf{x}\|<1} \sup_{\lambda \in [0,1]} \left| \int_{0}^{1} (1-\lambda) \left(\mathbf{x} \cdot \boldsymbol{\nabla}_{\mathbf{x}'} \right)^{2} \, \jmath^{k} (\lambda \, \mathbf{x} + \mathbf{x}')_{|\mathbf{x}'=0} \, \mathrm{d}\lambda \right| / |\mathbf{x}|^{2} \\ &= \sup_{0<\|\mathbf{x}\|<1} \sup_{\lambda \in [0,1]} \left| \int_{0}^{1} (1-\lambda) \left(\frac{\mathbf{x}}{|\mathbf{x}|} \cdot \boldsymbol{\nabla}_{\mathbf{x}'} \right)^{2} \jmath^{k} (\lambda \, \mathbf{x} + \mathbf{x}') \, \mathrm{d}\lambda \right|_{|\mathbf{x}'=0} \\ &< \infty. \end{aligned}$$

Zu Aufgabe 70b): Aus (D.74) folgt

$$\operatorname{rot} \boldsymbol{\jmath}_{\operatorname{lin}}(\mathbf{x}) = \begin{pmatrix} \boldsymbol{\jmath}_{2}^{3} - \boldsymbol{\jmath}_{3}^{2} \\ \boldsymbol{\jmath}_{3}^{1} - \boldsymbol{\jmath}_{1}^{3} \\ \boldsymbol{\jmath}_{1}^{2} - \boldsymbol{\jmath}_{2}^{1} \end{pmatrix} \quad \forall \, \mathbf{x} \in \mathbb{R}^{3}$$
 (D.75)

und daraus die Behauptung.

Zu Aufgabe 70c): Aus (D.73) folgt

$$\operatorname{rot} \boldsymbol{\jmath}(0) = \operatorname{rot} \boldsymbol{\jmath}_{\operatorname{lin}}(0)$$

und daraus mit (D.75)

$$\frac{1}{2} (\operatorname{rot} \boldsymbol{\jmath}) (0) \times \mathbf{x} = \frac{1}{2} \begin{pmatrix} (\jmath_{3}^{1} - \jmath_{3}^{1}) x^{3} - (\jmath_{1}^{2} - \jmath_{2}^{1}) x^{2} \\ (\jmath_{1}^{2} - \jmath_{2}^{1}) x^{1} - (\jmath_{2}^{3} - \jmath_{3}^{2}) x^{3} \\ (\jmath_{2}^{3} - \jmath_{3}^{2}) x^{2} - (\jmath_{3}^{1} - \jmath_{3}^{1}) x^{1} \end{pmatrix} \quad \forall \, \mathbf{x} \in \mathbb{R}^{3}.$$

Mit (D.74) ergibt sich daraus die Behauptung.

Zu Aufgabe 71: Für f(z) = z lauten die CAUCHY-RIEMANNschen Differentialgleichungen

$$\frac{\partial}{\partial x} \Re \Big(f(x+iy) \Big) = + \frac{\partial}{\partial y} \Im \Big(f(x+iy) \Big)$$
$$\frac{\partial}{\partial x} \Im \Big(f(x+iy) \Big) = - \frac{\partial}{\partial y} \Re \Big(f(x+iy) \Big)$$

explizit:

$$\frac{\partial}{\partial x} x = + \frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}y} y,$$

$$\frac{\partial}{\partial x} y = - \frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}u} x$$

und sind offensichtlich für alle $x,y\in\mathbb{R}$ erfüllt. Dementsprechend ist f(z)=z in ganz \mathbb{C} komplex differenzierbar und es gilt

$$\frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}z}z = \frac{\partial}{\partial x}\left(x+iy\right) \underline{\underline{=}1} \quad \forall\, z = x+i\, y \in \mathbb{C}\,.$$

Für $f(z) = e^z$ lauten die Cauchy-Riemannschen Differentialgleichungen explizit

$$\frac{\partial}{\partial x} (e^x \cos y) = + \frac{\partial}{\partial y} (e^x \sin y) ,$$

$$\frac{\partial}{\partial x} (e^x \sin y) = - \frac{\partial}{\partial y} (e^x \cos y) ,$$

und sind ebenfalls für alle $x, y \in \mathbb{R}$ erfüllt. Dementsprechend gilt

$$\frac{\frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}z} e^z}{\underline{\mathrm{d}z}} = \frac{\partial}{\partial x} \left(e^x \left(\cos y + i \sin y \right) \right) \\
= \underline{e^z} \quad \forall z \in \mathbb{C}.$$

Zu Aufgabe 72: Die Aussage

$$\frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}z} z^n = n z^{n-1} \quad \forall z \in \mathbb{C} \,, \, n \in \mathbb{Z}_+$$
 (D.76)

ist für n=0 trivial, für n=1 in Aufgabe 71 bewiesen und folgt damit für beliebiges $n \in \mathbb{N}$ durch vollständige Induktion nach n:

$$\frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}z} z^{n+1} = \underbrace{\left(\frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}z}z\right)}_{\text{Produktr.}} \underbrace{\left(\frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}z}z\right)}_{\text{Produktr.}} z^{n} + \underbrace{\left(\frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}z}z^{n}\right)}_{\text{Vorauss.}} z^{n}$$

$$= (1+n) z^{n}.$$

Für $z \neq 0$ und $n \in \mathbb{N}$ folgt damit auch

$$\frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}z} z^{-n} = \frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}z} \frac{1}{z^{n}}$$

$$= \underbrace{\frac{\left(\frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}z} 1\right) z^{n} - 1\left(\frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}z} z^{n}\right)}{\left(z^{n}\right)^{1}}}_{\text{Quotientenr.}}$$

$$= \underbrace{-n z^{-n-1}}_{(D.76)}.$$

Also:

$$\underline{\frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}z}\,z^n=n\,z^{n-1}}\quad\forall\,z\in\mathbb{C}\setminus\{0\}\ ,\,n\in\mathbb{Z}\,.$$

Dementsprechend ist $f(z)=z^n$ für $n\in\mathbb{Z}_+$ in ganz \mathbb{C} , für $-n\in\mathbb{N}$ in $\mathbb{C}\setminus\{0\}$ holomorph.

Für $n \in \mathbb{Z}$ gilt nun

$$\underline{\frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}z} \exp(z^{n})} = \underbrace{\underbrace{\left(\frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}z}z^{n}\right)}_{\text{Kettenr.}} \underbrace{\left(\frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}z'}z^{n}\right)}_{\text{Aufg.}} \underbrace{\left(\frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}z'}e^{z'}\right)}_{\text{l}z'=z^{n}} \\
= \underbrace{n z^{n-1} \exp(z^{n})}_{\text{evp}}$$

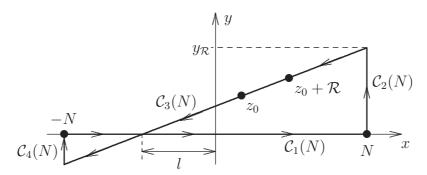
für $z \in \mathbb{C}$, falls $n \in \mathbb{Z}_+$, für $z \in \mathbb{C} \setminus \{0\}$, falls $-n \in \mathbb{N}$.

Dementsprechend ist $f(z)=\exp{(z^n)}$ für $n\in\mathbb{Z}_+$ in ganz \mathbb{C} , für $-n\in\mathbb{N}$ in $\mathbb{C}\setminus\{0\}$ holomorph.

Zu Aufgabe 73a): O.B.d.A. sei $\Re(\mathcal{R}) > 0$ angenommen. Offensichtlich gilt

$$C_{\mathcal{R},N} = C_1(N) + \ldots + C_4(N)$$
 (D.77)

für die Wege $\mathcal{C}_{\nu}(N)$ gemäß folgender Skizze:



Dabei ist z.B.

$$\left(z(y) \stackrel{\text{def}}{=} N + i y, 0, y_{\mathcal{R}}\right)$$

eine einfache Parametrisierung von $\mathcal{C}_2(N)$ und dementsprechend gilt

$$\left| \int_{\mathcal{C}_{2}(N)} e^{-z^{2}} dz \right| = \left| \int_{0}^{y_{\mathcal{R}}} e^{-(N+iy)^{2}} \underbrace{\frac{dz(y)}{dy}}_{=i} dy \right|$$

$$\leq |y_{\mathcal{R}}| \max_{|y| \leq |y_{\mathcal{R}}|} \left| e^{-(N+iy)^{2}} \right|$$

$$\leq |y_{\mathcal{R}}| e^{-N^{2}+N|y_{\mathcal{R}}|}. \tag{D.78}$$

306

Wegen

$$\Re\left(\mathcal{R}^2\right), \Re\left(\mathcal{R}\right) > 0 \implies \lambda \stackrel{\text{def}}{=} \frac{\left|\Im\left(\mathcal{R}\right)\right|}{\Re\left(\mathcal{R}\right)} < 1$$

gilt

$$|y_{\mathcal{R}}| \le (l+N)\underbrace{\lambda}_{\le 1},$$
 (D.79)

also

$$N^2 - N |y_{\mathcal{R}}| \ge \underbrace{(1-\lambda)}_{>0} N^2 - l \lambda N$$

und somit gemäß (D.78),(D.79)

$$\int_{\mathcal{C}_2(N)} e^{-z^2} \, \mathrm{d}z \xrightarrow[N \to \infty]{} 0. \tag{D.80}$$

Analog zeigt man

$$\int_{\mathcal{C}_4(N)} e^{-z^2} \, \mathrm{d}z \underset{N \to \infty}{\longrightarrow} 0. \tag{D.81}$$

Andererseits gilt offensichtlich

$$\int_{\mathcal{C}_1(N)} e^{-z^2} dz = \int_{-N}^{+N} e^{-x^2} dx$$

$$\xrightarrow{N \to \infty} \int_{-\infty}^{+\infty} e^{-x^2} dx. \qquad (D.82)$$

Da

$$\left(z(x) \stackrel{\text{def}}{=} z_0 + \mathcal{R} x, -\left(N + \Re(z_0)\right), +\left(N - \Re(z_0)\right)\right)$$

eine einfache Parametrisierung von $-\mathcal{C}_3(N)$ ist, gilt schließlich noch

$$\int_{\mathcal{C}_{3}(N)} e^{-z^{2}} dz = -\int_{-N-\Re(z_{0})}^{+N-\Re(z_{0})} e^{-(\mathcal{R}x+z_{0})^{2}} \underbrace{\frac{dz(x)}{dx}}_{=\mathcal{R}} dx$$

$$\xrightarrow[N\to\infty]{} -\mathcal{R} \int_{-\infty}^{+\infty} e^{-(\mathcal{R}x+z_{0})^{2}} dx.$$

Mit

$$\int_{\mathcal{C}_{\mathcal{R},N}} e^{-z^2} dz = \sum_{(\mathbf{D}.77)} \sum_{\nu=1}^{4} \int_{\mathcal{C}_{\nu}(N)} e^{-z^2} dz$$

und (D.80)–(D.82) folgt daraus die Behauptung.

Zu Aufgabe 73b): Aus dem Cauchyschen Integralsatz folgt

$$\int_{\mathcal{C}_{\mathcal{R},N}} e^{-z^2} \, \mathrm{d}z = 0 \quad \forall \, N \in \mathbb{N}$$

und daraus mit a):

$$\int_{-\infty}^{+\infty} e^{-(\mathcal{R}x+z_0)^2} dx = \frac{1}{\mathcal{R}} \int_{-\infty}^{+\infty} e^{-x^2} dx.$$

Mit

$$\int_{-\infty}^{+\infty} e^{-x^2} dx = \sqrt{\int \int e^{-x^2 - y^2} dx dy}$$
$$= \sqrt{2\pi \int_0^{\infty} e^{-r^2} dr}$$
$$= \sqrt{\pi}$$

folgt daraus die Behauptung.

Zu Aufgabe 74: Jedes $z \in \mathbb{C} \setminus \mathcal{S}_{\psi}$ hat eine eindeutige Darstellung der Form

$$z = r e^{i\varphi}, \quad r > 0, \quad \varphi \in (\psi - 2\pi, \psi).$$

Deshalb ist

$$\operatorname{sqrt}_{\psi}(z) \stackrel{\text{def}}{=} \sqrt[4]{r} e^{i\frac{\varphi}{2}} \quad \forall r > 0, \ \varphi \in (\psi - 2\pi, \psi)$$

eine Definition von $\operatorname{sqrt}_{\psi}$ auf $\mathbb{C} \setminus \mathcal{S}_{\psi}$ mit dem Wertebereich

$$\operatorname{sqrt}_{\psi}\left(\mathcal{S}_{\psi}\right) = \left\{ e^{i\frac{\psi-\pi}{2}} z : z \in \mathbb{C}, \Re(z) > 0 \right\}.$$

Diese Funktion ist die Umkehrfunktion der auf $\operatorname{sqrt}_{\psi}(\mathcal{S}_{\psi})$ eingeschränkten holomorphen Funktion $f(z)=z^2$ und damit — gemäß komplexer Differentiationsregel für die Umkehrfunktion — ebenfalls holomorph:

$$\frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}z} \operatorname{sqrt}_{\psi}(z) = \frac{1}{2 \operatorname{sqrt}_{\psi}(z)} \quad \forall z \in \mathbb{C} \setminus \mathcal{S}_{\psi}.$$

Zu Aufgabe 75: Wegen

$$\frac{1}{(x+z_0)^2+1} = \frac{1}{(x+z_0)+i(x+z_0)-i}$$

$$= \frac{1}{2i} \left(\frac{1}{x+z_0-i} - \frac{1}{x+z_0+i} \right) \quad \forall x \in \mathbb{R} \quad (D.83)$$

ist der Integrand stetig und für die Funktionen

$$f_{\pm}(z) \stackrel{\text{def}}{=} \frac{e^{i(z+z_0)}}{z+z_0 \pm i}$$
 (D.84)

gilt offensichtlich

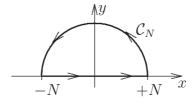
$$\operatorname{Res}_{\mp i - z_{0}}(F_{\pm}) = \frac{1}{D4.5.15} \int_{\partial U_{r}(\mp i - z_{0})} f_{\pm}(z') \, dz' \quad \text{für hinr. kleines } r > 0$$

$$= \begin{cases} e^{\pm 1} & \text{für } z + z_{0} \pm i = 0, \\ 0 & \text{sonst.} \end{cases}$$
(D.85)

Außerdem gilt

$$\int_{-\infty}^{+\infty} \frac{e^{i(x+z_0)}}{1 + (x+z_0)^2} dx = \lim_{N \to +\infty} \int_{\mathcal{C}_N} \frac{e^{i(z+z_0)}}{1 + (z+z_0)^2} dz$$

für die wie folgt skizzierten geschlossenen Wege \mathcal{C}_N :



Mit

$$\int_{\mathcal{C}_N} \frac{e^{i(z+z_0)}}{1+(z+z_0)^2} dz = \frac{1}{(D.84),(D.83)} \frac{1}{2i} \int_{\mathcal{C}_N} f_-(z) dz - \frac{1}{2i} \int_{\mathcal{C}_N} f_+(z) dz$$

und

$$\int_{\mathcal{C}_N} f_{\pm}(z) \, \mathrm{d}z = \begin{cases} 2\pi i \operatorname{Res}_{\mp i - z_0}(f_{\pm}) & \text{falls } \Im(z_0) < \mp 1 \\ 0 & \text{sonst} \end{cases}$$
 für hinr. großes $N \in \mathbb{N}$

folgt daraus

$$\frac{1}{\pi} \int_{-\infty}^{+\infty} \frac{e^{i(x+z_0)}}{1+(x+z_0)^2} dx = \begin{cases} \operatorname{Res}_{+i-z_0}(f_-) - \operatorname{Res}_{-i-z_0}(f_+) & \text{falls } \Im(z_0) < -1, \\ \operatorname{Res}_{+i-z_0}(f_-) & \text{falls } \Im(z_0) \in (-1,+1), \\ 0 & \text{sonst } . \end{cases}$$

Mit (D.85) folgt daraus schließlich:

$$\int_{-\infty}^{+\infty} \frac{e^{i(x+z_0)}}{1+(x+z_0)^2} \, \mathrm{d}x = \begin{cases} \pi \, (1/e-e) & \text{falls } \Im(z_0) < 1 \,, \\ \pi/e & \text{falls } \Im(z_0) \in (-1,+1) \,, \\ 0 & \text{sonst} \,. \end{cases}$$

Zu Aufgabe 76: Offensichtlich ist $\ln_{\psi}(z)$ für $z \in \mathbb{C} \setminus \mathcal{S}_{\psi}$ (\mathcal{S}_{ψ} wie in Aufgabe 74 angegeben) definiert und durch

$$\ln_{\psi} \left(r e^{i \varphi} \right) = \ln(r) + i \varphi \quad \forall r > 0, \ \varphi \in (\psi - 2\pi, \psi)$$

gegeben. Die komplexe Ableitung ist

$$\frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}z} \ln_{\psi}(z) = \frac{1}{z} \quad \forall z \in \mathbb{C} \setminus \mathcal{S}_{\psi}.$$

Mit der Definition

$$(z_1)^{z_2} \stackrel{\text{def}}{=} e^{z_2 \ln_{\psi}(z_1)} \quad \forall z_1 \in \mathbb{C} \setminus \mathcal{S}_{\psi}, z_2 \in \mathbb{C}$$

gilt u.a.

$$\left((z_1)^{z_2} \right)^{z_3} = (z_1)^{z_2 z_3} \tag{*_1}$$

für alle $z_1 \in \mathbb{C} \setminus \mathcal{S}_{\psi}$ und $z_2, z_3 \in \mathbb{C}$ mit $z_2 \ln_{\psi}(z_1) \in \mathbb{C} \setminus \mathcal{S}_{\psi}$. Im Falle $\psi \in (0, 2\pi)$ gilt auch

$$1^z = 1 \quad \forall z \in \mathbb{C} \,, \tag{*_2}$$

aber Anwendung der Regeln $(*_1)$, $(*_2)$ ohne genaue Beachtung ihres Gültigkeitsbereichs führt auf unsinnige Schlußfolgerungen wie z.B.: 16

$$e^{ix} = e^{(i2\pi)\frac{x}{2\pi}}$$

$$= (e^{i2\pi})^{\frac{x}{2\pi}}$$

$$= 1^{\frac{x}{2\pi}}$$

$$= 1 \quad \forall x \in \mathbb{R}$$

Zu Aufgabe 77a): O.B.d.A. können wir voraussetzen, daß Q(z) nicht für alle $z \in \mathbb{C}$ Null ist. Gemäß Fundamentalsatz der Algebra existiert dann ein $a \in \mathbb{C} \setminus \{0\}$ mit

$$Q(z) = a \prod_{\nu=1}^{n} (z - z_{\nu}) \quad \forall z \in \mathbb{C}$$
 (D.86)

und somit

$$Q_{\nu}(z) = a \prod_{\substack{\mu=1\\ \mu \neq \nu}}^{n} (z - z_{\mu}) \quad \forall z \in \mathbb{C}, \ \nu \in \{1, \dots, n\} \ . \tag{D.87}$$

Die Q_{ν} sind also Polynome (n-1)-ten Grades, die der Bedingung

$$Q_{\nu}(z) \neq 0 \iff \nu \neq \mu$$
 (D.88)

genügen und deshalb linear unabhängig sind:

$$\sum_{\nu=1}^{n} \lambda_{\nu} Q_{\nu}(z) = 0 \quad \forall z \in \mathbb{C} \qquad \Longrightarrow \qquad \lambda_{\mu} \quad = \sum_{\nu=1}^{n} \lambda_{\nu} Q_{\nu}(z_{\mu})$$
$$= \qquad 0 \quad \forall \mu \in \{1, \dots, n\} \ .$$

$$\psi < 2\pi \implies 2\pi \notin (\psi - 2\pi, \psi)$$
.

Version vom 26. März 2009

 $^{^{16}\}mathrm{Hier}$ ist zu beachten:

Zu Aufgabe 77b): Da die Q_{ν} linear unabhängig sind, läßt sich jedes Polynom vom Grade < n, insbesondere also auch P, als Linearkombination der Q_{ν} darstellen:

$$P(z) = \sum_{\nu=1}^{n} \lambda_{\nu} Q_{\nu}(z) \quad \forall z \in \mathbb{C}.$$
 (D.89)

Gemäß (D.88) gilt (D.89) mit

$$P(z_{\mu}) = \lambda_{\mu} \underbrace{Q_{\mu}(z_{\mu})}_{\neq 0},$$

d.h. es gilt

$$P(z) = \sum_{\nu=1}^{n} \frac{P(z_{\nu})}{Q_{\nu}(z_{\nu})} Q_{\nu}(z)$$
$$= Q(z) \sum_{\nu=1}^{n} \frac{P(z_{\nu})}{Q_{\nu}(z_{\nu})} \frac{1}{z - z_{\nu}} \quad \forall z \in \mathbb{C}.$$

Mit

$$Q_{\mu}(z_{\mu}) = Q'(z_{\mu}) \quad \forall \mu \in \{1, \dots, n\}$$

folgt daraus die Behauptung.

Zu Aufgabe 77c): Hier gilt

$$Q_{\mu}(z_{\mu}) = \prod_{\substack{\nu=1\\\nu\neq\mu}}^{3} (z_{\mu} - z_{\nu}) \quad \forall \, \mu \in \{1, 2, 3\}$$

und somit gemäß b):

$$\frac{z^2 + z_4}{(z - z_1)(z - z_2)(z - z_3)} = \frac{z_1^2 + z_4}{(z_1 - z_2)(z_1 - z_3)} \frac{1}{z - z_1}
= \frac{z_2^2 + z_4}{(z_2 - z_3)(z_2 - z_1)} \frac{1}{z - z_2}
= \frac{z_3^2 + z_4}{(z_3 - z_1)(z_3 - z_2)} \frac{1}{z - z_3} \quad \forall z \in \mathbb{C}.$$

Zu Aufgabe 78: Aus $\dot{x}(t) = \frac{|x(t)|^2}{t_0 x_0}$ folgt $\frac{1}{t_0 x_0} = \frac{\dot{x}(t)}{|x(t)|^2}$ und daraus durch Integration über das Zeitintervall [0, t]

$$\frac{t}{t_0 x_0} = \int_{t_0}^t \frac{\dot{x}(t')}{|x(t')|^2} dt'$$

$$= -\frac{1}{x(t')} \Big|_{t'=0}^{t'=t}$$

$$= \frac{1}{x_0} - \frac{1}{x(t)}.$$

Die Auflösung nach x(t) ergibt:

$$x(t) = \frac{t_0}{t_0 - t} x_0 \quad \forall t < t_0.$$

Die Beschleunigung ist also so groß, daß x(t) für $t \to t_0$ divergiert (ins Unendliche läuft). Deshalb ist eine stetige Fortsetzung der Lösung über das Zeitintervall $-\infty < t < t_0$ hinaus natürlich nicht möglich.

Zu Aufgabe 79a): Die Behauptung folgt direkt aus

$$\begin{pmatrix} 0 & 1/t_{e} \\ -\omega^{2} t_{e} & 0 \end{pmatrix} \begin{pmatrix} x(t) \\ \dot{x}(t) t_{e} \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} \dot{x}(t) \\ -\omega^{2} t_{e} x(t) \end{pmatrix}.$$

Zu Aufgabe 79b): Aus (C.12) folgt

$$\begin{pmatrix} \dot{X}^1(t) \\ \dot{X}^2(t) \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} X^2(t)/t_{\rm e} \\ -\omega^2 \, t_{\rm e} \, X^1(t) \end{pmatrix} \,,$$

also

$$-\omega^{2} t_{e} X^{1}(t) = \dot{X}^{2}(t) = t_{e} \ddot{X}^{1}(t)$$

und somit die Behauptung.

Zu Aufgabe 79c): Aus

$$\hat{M}^2 = -\omega^2 \begin{pmatrix} 1 & 0 \\ 0 & 1 \end{pmatrix}$$

folgt

$$\hat{M}^{2\nu} = (-1)^{\nu} \omega^{2\nu} \begin{pmatrix} 1 & 0 \\ 0 & 1 \end{pmatrix}
\hat{M}^{2\nu+1} = (-1)^{\nu} \omega^{2\nu} \hat{M}$$

$$\forall \nu \in \mathbb{Z}_{+}$$

und somit

$$e^{\hat{M}t} = \sum_{\nu=0}^{\infty} (-1)^{\nu} \omega^{2\nu} \left(\frac{t^{2\nu}}{(2\nu)!} \begin{pmatrix} 1 & 0 \\ 0 & 1 \end{pmatrix} + \frac{t^{2\nu+1}}{(2\nu+1)!} \hat{M} \right).$$

Daraus folgt

$$e^{\hat{M}t} \begin{pmatrix} 1 \\ 0 \end{pmatrix} = \sum_{\nu=0}^{\infty} \frac{(-1)^{\nu}}{(2\nu)!} (\omega t)^{2\nu} \begin{pmatrix} 1 \\ 0 \end{pmatrix} + \sum_{\nu=0}^{\infty} \frac{(-1)^{\nu}}{(2\nu+1)!} (\omega t)^{2\nu+1} \begin{pmatrix} 0 \\ -\omega t_{\rm e} \end{pmatrix}$$

sowie

$$e^{\hat{M}t} \begin{pmatrix} 0 \\ 1 \end{pmatrix} = \sum_{\nu=0}^{\infty} \frac{(-1)^{\nu}}{(2\nu)!} (\omega t)^{2\nu} \begin{pmatrix} 0 \\ 1 \end{pmatrix} + \sum_{\nu=0}^{\infty} \frac{(-1)^{\nu}}{(2\nu+1)!} (\omega t)^{2\nu+1} \begin{pmatrix} \frac{1}{\omega t_{e}} \\ 0 \end{pmatrix}$$

und somit wegen

$$\cos(\omega t) = \sum_{\nu=1}^{n} \frac{(-1)^{\nu}}{(2\nu)!} (\omega t)^{2\nu} , \quad \sin(\omega t) = \sum_{\nu=0}^{\infty} \frac{(-1)^{\nu}}{(2\nu+1)!} (\omega t)^{2\nu+1}$$

die Behauptung.

Zu Aufgabe 79d): Da offensichtlich

$$\frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}t} e^{\hat{M}t} = \hat{M} e^{\hat{M}t} \quad \forall t \in \mathbb{R}$$

gilt, sind $\mathbf{X}_1(t)$ und $\mathbf{X}_2(t)$ Lösungen von (C.12), die für t=0 (und damit für alle t) unabhängig sind.

Zu Aufgabe 79e): Die Behauptung folgt aus a)—d).

Zu Aufgabe 80: Gemäß Abschnitt 3.4.4 der Vorlesung ist

$$U(\mathbf{x}) = \frac{\kappa}{2} \left| \mathbf{x} \right|^2$$

die potentielle Energie der Kraft

$$\mathbf{F}(\mathbf{x}) = -\kappa \, \mathbf{x}$$

einer idealen Feder. Daraus folgt

$$U(\mathbf{x}) = \frac{|\mathbf{F}(\mathbf{x})|^2}{2\kappa}.$$

Die potentielle Energie verschwindet bei beschränkten Kräften also für $\kappa \to \infty$ und deshalb können die inneren Kräfte bei Energiebilanzen für (nahezu) starre Körper vernachlässigt werden.

Zu Aufgabe 81: Aus

$$F_1 + \Delta F = E_0 \frac{(L_1 + \Delta L) - L_0}{L_0}$$

$$= \underbrace{E_0 \frac{L_1 - L_0}{L_0}}_{\text{Hooks}} + E_0 \frac{\Delta L}{L_0}$$

folgt

$$\underline{\Delta F} = E_0 \frac{\Delta L}{L_0}$$

$$= E_1 \frac{\Delta L}{L_1}$$

mit

$$E_1 \stackrel{\text{def}}{=} E_0 \frac{L_1}{L_0}$$

$$= \underbrace{E_0 \frac{L_1 - L_0}{L_0}}_{\text{HOOKE}} + E_0.$$

Anmerkung: $E_1 - E_0 = \text{stimmt}$ also mit der *Vorspannung* F_1 überein.

Zu Aufgabe 82a): Wie bei der schwingenden Saite (nur 1-dimensional und ohne Vorspannung) gilt

$$\mu \int_{l_1}^{l_2} \ddot{x}(l,t) dt = F(l_1, l_2, t) + I_{x(.,.)}(l_2, t) - I_{x(.,.)}(l_1, t)$$
 (D.90)

mit

$$F(l_1, l_2, t) = (l_2 - l_1) \mu g$$
 (Schwerkraft)

und

$$I_{x(.,.)}(l,t) = \lim_{\Delta l \to 0} E_0 \frac{\left(x(l+\Delta l,t) - x(l,t)\right) - \Delta l}{\Delta l}$$
$$= E_0 \xi'(l,t). \tag{D.91}$$

Einsetzen von (D.91) in (D.90) und Division durch $l_2 - l_1$ ergibt im Limes $l_2, l_1 \rightarrow l_2$

$$\mu \ddot{x}(l,t) = \mu g + E_0 \xi''(l,t).$$

Mit

$$\mu \ddot{x} = \ddot{\xi} , \quad m = \mu L_0 \tag{D.92}$$

folgt daraus die angegebene Wellengleichung.

Die Randbedingung

$$\xi(0,t) = 0 \quad \forall \, t \in \mathbb{R}$$

entspricht der festen Aufhängung der Feder bei l=0.

Die Newtonsche Bewegungsgleichung für M ist

$$M \ddot{x}(L_0, t) = M g - I_{x(.,.)}(L_0, t)$$

= $M g - E_0 \xi'(L_0, t)$.

Mit (D.92) folgt daraus die Randbedingung

$$\left(M \ddot{\xi}(l,t) + E_0 \, \xi'(l,t)\right)_{|_{l=L_0}} = M \, g \,. \tag{D.93}$$

Zu Aufgabe 82b): Daß

$$\xi_{\text{part}}(l,t) \stackrel{\text{def}}{=} -\frac{mg}{2E_0L_0}l^2 + \frac{m+M}{E_0}g\,l$$

eine Lösung obigen Randwertproblems ist, folgt unmittelbar aus

$$\xi_{\text{part}}(0,t) = 0 \quad \forall t \in \mathbb{R},$$

$$\xi' \text{part}(l,t) = -\frac{m g}{E_0 L_0} l + \frac{m+M}{E_0} g \quad \forall l \in [0, L_0], t \in \mathbb{R}$$

und

$$\xi'' \operatorname{part}(l, t) = -\frac{m}{E_0 L_0} g.$$

Zu Aufgabe 82c): Einsetzen von

$$\xi(l,t) = f(l) h(t) + \xi_{\text{part}}(l,t).$$

in die inhomogene Wellengleichung liefert

$$f(l) \ddot{h}(t) - \frac{E_0 L_0}{m} f''(l) h(t) = 0$$

und somit¹⁷

$$\frac{\ddot{h}(t)}{h(t)} = \frac{E_0 L_0}{m} \frac{f''(l)}{f(l)}.$$

_____ Version vom 26. März 2009 _____

¹⁷Eigentlich müßten mögliche Nullstellen diskutiert werden.

Da die linke Seite nicht von l und die rechte Seite nicht von t abhängt, aber beide Seiten gleich sind, sind beide Seiten konstant. Insbesondere gilt also

$$\frac{\ddot{h}(t)}{h(t)} = C \quad \text{für geeignetes } C \in \mathbb{R} \,.$$

Da h(t) nur für $C \leq 0$ periodisch sein kann, folgt daraus die Behauptung.

Zu Aufgabe 82d): Die Bedingungen

$$f''(l) = -\frac{m}{E_0 L_0} \omega^2 f(l) , \qquad \xi(0, t) = 0 \quad \forall t \in \mathbb{R}$$

sind äquivalent zu

$$f(l) \propto \sin\left(\omega\sqrt{\frac{m}{E_0 L_0}}l\right). \tag{D.94}$$

Andererseits ist die Bedingung (D.93) unter den Voraussetzungen

$$\ddot{h}(t) = -\omega^2 h(t)$$

und (D.94) äquivalent zu

$$-M\,\omega^2\,\sin\left(\omega\,\sqrt{\frac{m}{E_0\,L_0}}\,L_0\right) + E_0\,\omega\,\sqrt{\frac{m}{E_0\,L_0}}\cos\left(\omega\,\sqrt{\frac{m}{E_0\,L_0}}\,L_0\right) = 0\,,$$

also zu

$$\omega \sqrt[+]{\frac{m}{\kappa}} \tan\left(\omega \sqrt[+]{\frac{m}{\kappa}}\right) = \frac{m}{M}.$$
 (D.95)

Zu Aufgabe 82e): Für

$$\omega = \sqrt[+]{\frac{\kappa}{M + m_{\text{eff}}}}$$

ist (D.95)äquivalent zu

$$\tan \sqrt[+]{\frac{m}{M + m_{\text{eff}}}} = \frac{m}{M} \sqrt[+]{\frac{M + m_{\text{eff}}}{m}}.$$
 (D.96)

Für $m_{\rm eff}=0$ ist die linke Seite wegen m < M größer als die rechte. Da die linke Seite eine monoton fallende, die rechte dagegen monoton wachsende Funktion von $m_{\rm eff}>0$ ist und die rechte Seite beliebig große Werte annehmen kann, existiert genau eine positive Lösung $m_{\rm eff}$ von (D.96) und dafür gilt

$$\sqrt[+]{\frac{m}{M+m_{\text{eff}}}} + \frac{1}{3} \left(\sqrt[+]{\frac{m}{M+m_{\text{eff}}}} \right)^3 \approx \tan \sqrt[+]{\frac{m}{M+m_{\text{eff}}}}$$

$$\stackrel{=}{\underset{(D.96)}{=}} \frac{m}{M} \sqrt[+]{\frac{M+m_{\text{eff}}}{m}},$$

also

$$1 + \frac{1}{3} \frac{m}{M + m_{\text{eff}}} \approx \frac{M + m_{\text{eff}}}{M} \,.$$

Daraus folgt schließlich

$$\frac{m}{3} \approx \frac{(M + m_{\text{eff}})^2}{M} - (M + m_{\text{eff}})$$

$$= m_{\text{eff}} \left(1 + \frac{m_{\text{eff}}}{M} \right)$$

$$\approx m_{\text{eff}}.$$

Anmerkung: Tatsächlich ist $m_{\rm eff}$ etwas größer als m/3, aber bereits für $\frac{M}{m}>2$ beträgt die Abweichung weniger al 4%.

Literaturverzeichnis

- Argüeso, F. und Sanz, J. L. (1984). Post-Newtonian extensions of the Runge-Lenz vector. J. Math. Phys., 25:2935–2938. 86
- Bronstein, I., Semendjajew, K., Musiol, G., und Mühlig, H. (2001). *Taschenbuch der Mathematik*. Verlag Harri Deutsch, Thun und Frankfurt am Main, 5. Auflage. 41
- Campbell, S. L. und C. D. Meyer, J. (1991). Generalized Inverses of Linear Transformations. Dover Publications, Inc., New York. 43
- Fischer, H. und Kaul, H. (2001). *Mathematik für Physiker*, Band 1. B.G. Teubner, Stuttgart, 4. Auflage. Grundkurs. 3
- Fischer, H. und Kaul, H. (2003). *Mathematik für Physiker*, Band 3. B.G. Teubner, Stuttgart. 179
- Fischer, H. und Kaul, H. (2004). *Mathematik für Physiker*, Band 2. B.G. Teubner, Stuttgart, 2. Auflage. Gewöhnliche und partielle Differentialgleichungen, mathematische Grundlagen der Quantenmechanik. 3
- Grosche, G., Ziegler, V., Ziegler, D., und Zeidler, E., Herausgeber (2003). Teubner-Taschenbuch der Mathematik Teil II. B. G. Teubner, Stuttgart · Leipzig · Wiesbaden, 8. Auflage. 3
- Kamke, E. (1961). Differentialgleichungen, Lösungsmethoden und Lösungen I. Akademische Verlagsgesellschaft Geest & Portig K.G., Leipzig, 7. Auflage. 164
- Kamke, E. (1965). Differentialgleichungen, Lösungsmethoden und Lösungen II. Akademische Verlagsgesellschaft Geest & Portig K.G., Leipzig, 5. Auflage. 164
- Knopp, K. (1947). Theorie und Anwendung der unendlichen Reihen. Springer-Verlag. 201
- Leach, P. G. L. und Flessas, G. P. (2003). Generalisations of the Laplace-Runge-Lenz vector. J. Nonlinear Math. Phys., 10:340–423. math-ph/0403028. 86

318 Literaturverzeichnis

Lücke, W. (1995). Solutions of the inhomogeneous wave equation with unusual propagation character and global solution of the Poisson equation. *J. Phys. A*, 28:5393–5400. 144

- Lücke, W. (edyn). Elektrodynamik . http://www.wolfgang-luecke.de/skripten/edyn.pdf. 121
- Lücke, W. (eine). Ergänzungen zu "Mathematische Methoden der Physik". http://www.wolfgang-luecke.de/skripten/eine.pdf. 42, 101, 163
- Lücke, W. (ftm). Mathematische Methoden der Physik: Funktionentheoretische Methoden.
 - http://www.wolfgang-luecke.de/skripten/ftm.pdf. 146, 148, 151
- Lücke, W. (fuan). Mathematische Methoden der Physik: Funktionalanalytische Methoden.
 - http://www.wolfgang-luecke.de/skripten/fuan.pdf. 70
- Lücke, W. (mech). Klassische Mechanik http://www.wolfgang-luecke.de/skripten/mech.pdf. 37
- Lücke, W. (musi). Theorie zur Physik der Musikinstrumente. http://www.wolfgang-luecke.de/skripten/musi.html. 175
- Lücke, W. (rel). Spezielle Relativitätstheorie http://www.wolfgang-lucke.de/skripten/rel.pdf. 74, 251
- Mutze, U. (2004). The fundamental theorem of calculus in \mathbb{R}^n . $mp_arc/04-165$, Seiten 1–4. 70
- Naas, J. und Schmid, H. L. (1967). *Mathematisches Wörterbuch*, Band II. B. G. Teubner Verlagsgesellschaft, Berlin Stuttgart. 182
- Pohl, R. W. (1962). Mechanik · Akustik und Wärmelehre, Band 15 von Einführung in die Physik. Springer-Verlag, 15. Auflage. 84
- Riesz, F. und Sz.-Nagy, B. (1982). Vorlesungen über Funktionalanalysis. VEB Deutscher Verlag der Wissenschaften, Berlin. 202
- Sommerfeld, A. (1964). *Mechanik*, Band 1 von *Vorlesungen über Theoretische Physik*. Akademische Verlagsgesellschaft Geest & Portig K.-G., Leipzig, 7. Auflage. 58, 73
- van der Waerden, B. L. (1966). *Algebra · Erster Teil*. Heidelberger Taschenbücher. Springer-Verlag. 19, 20
- Wille, F. (1992). Humor in der Mathematik. Vandenhoeck & Ruprecht. 69

Literaturverzeichnis 319

Zeidler, E., Herausgeber (2003). Teubner-Taschenbuch der Mathematik. B. G. Teubner, Stuttgart \cdot Leipzig \cdot Wiesbaden, 2. Auflage. 3, 89

Index

 Hauptsatz der Thermodynamik, 112 Hauptsatz der Thermodynamik, 113 	gleichförmige Kreis-, 64 hyperbolische, 55
Abbildung	kreisförmige, 51
kontrahierende, 158	parabolische, 54
ABELsche partielle Summation, 201	Bewegungsgleichung
	Newtonsche, 73
Ableitung, 59	Bilinearform, 27
Lie-, 94	metrische, 28
LIE-	Character
Vertauschbarkeit, 104	CAUCHY
partielle, 96	Integral formel von, 148, 149
Vertauschbarkeit, 103	Integralsatz von, 148
Richtungs-, 94	CAUCHY-RIEMANNschen Differential-
Amperesches Durchflutungsgesetz, 121	gleichungen, 147
Anfangs	Coulomb-Potential, 92
-bedingungen, 67	Cramersche Regel, 43
-punkt, <mark>105</mark>	D'ALDMDDDGsha Lägung 179
Arbeit, 79, 104	D'ALEMBERTsche Lösung, 172 Determinante
Archimedische Prinzip, 230	
D 1	Wronski-, 163
Bahn	Differentialgleichung
-Beschleunigung, 64	Lösung einer
-Drehimpuls, 76	partikuläre, 163
-Tangente, 64, 66, 107	explizite, 160
Basis, 18–20	gewöhnliche, 156
Orthonormal-, 26, 28	homogene, 161
reziproke, 42	inhomogene, 156
Beschleunigung, 64	Lösung einer, 156, 161
Bahn-, 64	Lösungssystem einer
Normal-, 64	fundamentales, 162
beschränkt	lineare, 156, 161
polynomial, 150	homogene, 156
Betrag, 25	partielle, 156
Bewegung	Poissonsche, 144
elliptische, <mark>51</mark>	skalare, <mark>161</mark>
geradlinige, 50	vektorielle

N-ter Ordnung, 161 1. Ordnung, 156 Differentialgleichungen CAUCHY-RIEMANNsche, 147 System von, 156, 161 Differentiation der Umkehrfunktion, 61, 147 Kettenregel der, 60, 147 Produktregel der, 60, 146 Quotientenregel der, 60, 146 Regeln für holomorphe Funktionen, 146	Ellipsengleichung in Polarform, 52 elliptische Schwingung harmonische, 64 elliptische Bewegung, 51 endliche Variation, 199 Endpunkt, 105 Energie -Satz, 80 innere, 112 kinetische, 79
differenzierbar, 58	potentielle, 80
2-mal, 64	Entropie, 113
stetig, 94	Entwicklung
Diffusions	Laurent-, 150
-Gleichung, 135	TAYLOR-, 150
-Konstante, 135	Entwicklungssatz, 41
Dimension, 19	Exzentrizität, 52
DIRICHLET	
-Bedingungen, 173	Feder
Divergenz, 133	-Konstante, 237
eines Vektorfeldes	-Kraft, 14
in Kugelkoordinaten, 231	-Masse
Drehimpuls, 75	effektive, 237
-Satz, <mark>76</mark>	-Stärke, 81
Bahn-, 76	ideale, 81, 94
Eigen-, 76	Standard-, 15
Gesamt-, 75	Federkonstante, 237
Drehmoment, 36	Feld
Dreiecksungleichung, 31, 40	-Linie, 111
Druck, 111	Kraft-, 93
al- arr a W7-11 arr 177	Potential-, 96
ebene Wellen, 177	Skalar-, 93
Eigendrehimpuls, 76	Vektor-, <mark>93</mark> Flächen
einfache Parametrisierung, 124	
einer Fläche, 113	-Dichte
eines Wegstücks, 105	der Feldwirbel, 123
einfaches	-Geschwindigkeit, 77
Flächenstück, 113	-Inhalt, 119
Raumgebiet, 124	-Integral
Einschaltproblem, 164	eines Skalarfeldes, 115
Elatizitätsmodul, 236	-Normale, 114

-Satz, 77	Gravitations
-Stück, 113	-Feld, 132
geschlossenes, 120	-Gesetz, 84
zusammengesetztes, 120	-Konstante, 84
-Vektor, 113, 213	-Potential, 137
Fluß	
eines Vektorfeldes, 155	Hülle
Folge vom Typ $\boldsymbol{\delta}$, 198	lineare, 18
Form	Halbparameter, 53
q -, 193	harmonische Schwingung, 63
FOURIER	Hauptsatz der Differential- und Inte-
-Transformierte, 175	gralrechnung, 70
-Vokabular, 175	holomorph, 146
Entwicklungskoeffizienten, 173	Hookesches Gesetz, 236
Reihenentwicklung, 174	Hookesches Gesetz, 167, 236
Funktion	Hyperbelkosinus, 55
ganze analytische, 150	Hyperbelsinus, 55
holomorphe, 146	hyperbolische Bewegung, 55
polynomial beschränkte, 150	
pory normal beschränkte, 100	ideale Feder, 81, 94
Gaussiches Gesetz, 132	Impuls, 74
gebundene Zustände, 88	-Satz, 7 5
geradlinige Bewegung, 50	Induktionsgesetz, 121
Gesamtdrehimpuls, 127	Inhomogenität, 156
geschlossen, 120	innere Energie, 112
Geschwindigkeit	innere Kräfte, 78
Flächen-, 77	Integral
gleichförmige, 13, 14	-Sinus, 197
mittlere, 57	Kurven-, 106
Momentan-, 58	Linien-, 106
Geschwindigkeitsverteilung, 127	Oberflächen-, 113, 114
Gesetz	eines Skalarfeldes, 115
Amperesches Durchflutungs, 121	Projektions-
Gaussiches, 132	eines Flächenstücks, 116
Hookesches, 236	RIEMANNsches
Hookesches, 167, 236	bestimmtes, 69
Induktions-, 121	Weg-, 106
vonGauss, 230	eines Skalarfeldes, 106
gleichförmige Kreisbewegung, 64	konservativer Felder, 109
gleichmäßig stetig, 69	Integrand, 71
Gradient, 96	Integration
eines Skalarfeldes	partielle, 99
in Kugelkoordinaten, 230	isobarer Ausdehnungkoeffizient, 99
iii ixugcinoordiiiateii, 200	isochorer Spannungskoeffizient, 99

isotherme Kompressibilität, 99	-Koordinaten, 117
T/ D 11 00	-Oberfläche, 118
Kepler-Problem, 92	Kurvenintegral, 106
Kettenregel, 60, 147	
verallgemeinerte, 98	Ladungsdichte, 146
kinetische Energie, 79	LAPLACE
komplexe	-Gleichung, 137
Ableitung, 146	LAPLACE
Differentiationsregeln, 146	-Operator, 141
Konjugation	Laplace-Operator, 135
holomorpher Funktionen, 147	Laurent-Entwicklung, 150
Wegintegration, 148	Leistung, 79
komplexe Zahlen, 43	Lie-Ableitung, 94
Polardarstellung, 44	Lie-Ableitung
konservative Kraft, 80	Vertauschbarkeit, 104
Kontinuitätsgleichung, 135	linear
kontrahierende Abbildung, 158	abhängig, 18
Kontraktion von Tensorindizes, 185	unabhängig, 18, 19
konvergent	lineare
absolut, 150, 151	Hülle, 18
gleichmäßig, 151	Schwingung
Konvergenz	harmonische, 64
absolute, 45	Linearität, 60
Koordinaten	Linienintegral, 106
Kugel-, 117	Linkssystem, 191
Polar-, 117	LORENTZ-DIRAC-Gleichung, 78
Zylinder-, 118	
kovarianten Komponenten, 128	Masse
Kräfteparallelogramm, 16	Ruhe-
Krümmung, 65	träge, 73
Krümmungsradius, 65	Massendichte, 126
Kraft	Massenpunkt, 74
-Einheit, 15	Maximum-Prinzip, 149
-Feld, 93	Mittelwert-
-Richtung, 14	für Flächenintegrale, 119
äußere, 78	Mittelwertsatz
innere, 78	für Flächenintegrale, 119
konservative, 80	für Wegintegrale, 107
Selbstwechselwirkungs-, 78	mittlere Geschwindigkeit, 57
Zentral-, 77	Momentangeschwindigkeit, 58
kreisförmige Bewegung, 51	
Kreisfrequenz, 64	Nabla-Operator, 141
Kugel	natürliche Zuordnung
ruger	physikalischer Vektoren, 16

Skalar-, 28
Vektor-
mathematisches, 34
physikalisches, 34
Projektion, 29
Pythagoras
Satz von, 26, 31
, ,
Quasistatische Prozesse, 112
quellfrei, <mark>135</mark>
Quotientenregel, 60, 146
D. 1 100 100 191
Rand, 120, 126, 131
eines Flächenstücks
orientierter, 116
orientierter
zusammengesetzter Flächen, 120
Teil-
eines Flächenstücks, 115
Raum
-Gebiet
einfaches, 124
-Inhalt, 130
-Winkel, 118
Rechtssystem, 191
reduzierte Masse, 224
Residuensatz, 150
Residuum, 150
Resonanzkreisfrequenz, 222
retardiert, 78
reziproke Basis, 42
Richtung, 94
Richtungsableitung, 94, 139
RIEMANN
-Integral, 69
-integrabel, 69
Rotation, 123
eines Vektorfeldes
in Kugelkoordinaten, 231
Runge-Lenz-Vektor, 86, 224
RUTHERFORD-Streuung, 92, 224
Saite
Bewegungsgleichung, 168

lineare Näherung, 169	Spat, 18
Randbedingungen, 170	-Produkt, 35
Schwingung	Spatprodukt, 35
longitudinale, 169	stückweise
transversale, 169	glatt, 173
Satz	monoton, 173
Drehimpuls-, 76	stetig, 173
Energie-, 80	stetig differenzierbar, 173
Entwicklungs-, 41	Stammfunktion, 69
Flächen-, 77	einer holomorphen Funktion, 148
Fundamental-	STEINERscher Satz, 76
der Algebra, 151	stetig, 50
Impuls-, 75	differenzierbar, 94
Integral-	gleichmäßig, 69
von Cauchy, 148	Stoßparameter, 88
von Liouville, 150	STOKESscher Satz, 122
Mittelwert-	Streu
für Wegintegrale, 107	-Winkel, 88
Residuen-, 150	-Zustände, 88
von Earnshaw	Streuwinkel, 225
	Streuwinker, 223 Stromdichte, 213
von Earnshaw, 137	Summationskonvention
von Pythagoras, 26, 31, 40	
von Steiner, 76	EINSTEINSche, 181
von STOKES, 122	symmetrisch, 128
schiefe Ebene, 21	Systéme International d'Unités, 121
Schwarzsche Ungleichung, 31, 40	Taylor-Entwicklung, 150
Schwerkraft, 94	Taylor-Entwicklung, 100, 103
Schwerpunkt, 38, 75, 229	Teilrand, 126
Schwerpunktsatz, 75	Tensor
Schwingung	metrischer, 187
harmonische, 63	Total variation, 199
elliptische, 64	Trägheits
gedämpfte, 272	-Moment, 128
lineare, 64	-Tensor, 127
Seilspannungen, 23	Translation
Selbstwechselwirkungskräfte, 78	räumliche, 11
senkrecht, 28	radifficite, 11
Skalar	Umgebung, 136
-Feld, 93	Ungleichung
Gradient eines, 96	Dreiecks-, 31, 40
stetiges, 94	Schwarzsche, 31, 40
-Produkt, 28	
Potential, 140	Variation der Konstanten, 163

Vektor, 17	homogene, 170, 176
-Feld, 93	Wronski-Determinante, 163
-Fluß, <mark>155</mark>	77
konservatives, 96	Zentralkraft, 77
Rotation, 123	Zylinderkoordinaten, 118
stetiges, 94	
-Potential, 140, 142	
-Produkt	
mathematisches, 34	
physikalisches, 34	
-Raum	
-Basis, 18–20	
-Basis, schiefwinklige, 23	
Dimension, 19	
endlichdimensionaler, 19	
Euklidischer, 28	
Orientierung, 191	
reeller, 17	
Flächen-, 113, 213	
Spalten-Schreibweise, 20	
Tangenten-, 107	
verallgemeinerte Kettenregel, 98	
Volumen, 111	
-Form, 189	
natürliche, 193	
-Integral, 125	
Wärme	
-Menge, 112	
-leitungsgleichung, 177	
Weg	
-Integral, 106	
eines Skalarfeldes, 106	
konservativer Felder, 109	
-Länge, 107	
-Stück	
einfaches, 105	
zusammengesetztes, 108	
geschlossener, 108	
Wegintegral	
komplexes, 148	
Wellengleichung	
D'ALEMBERTsche Lösung, 172	
D ALEMBERTSCHE LOSUNG, 112	