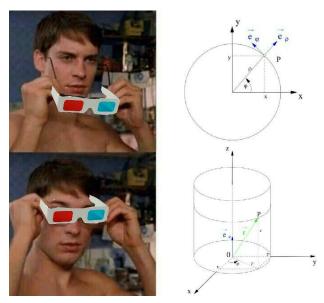
Notizen zur Vorlesung

Mathematik III für Studierende der Computing in Science, Geophysik/ Ozeanographie, Meteorologie und Physik

WiSe 2022/23

Version vom 3. Februar 2023



Analysis, aber diesmal in 3D!

Grüßt euch, dies sind die Community MfP3-Notizen.

Wir erstellen sie als Nachbereitung der Vorlesung und sie dienen als eine schnelle Quelle von Definitionen und einfachen Beispielen (um sich einen Überblick zu verschaffen), wichtigen Bemerkungen aus den Übungen, sowie als Klausurnotizen. Wir bewundern die informellen Notizen zum MfP1- und MfP2-Tutorium von Robin Löwenberg und Fabian Balzer und haben uns entschloßen mit dem gleichen Stil weiterzumachen, da es keine MfP3 und MfP4 Tutoriumnotizen mehr gibt. Die Templates wurden von Fabian erstellt und sind auf seiner GitHub-Seite verfügbar. Zusätzlich benutzen wir das Lehrwerk Mathematik von Tilo Arens und Robins ausführliche Notizen aus 2019 als Quellen von guten Beispielen. Das Buch können wir jedem empfehlen, der auch Giancoli mag und am besten an Beispielen lernt. Bei Anmerkungen oder Fragen schreibt uns einfach auf Discord, Matrix/Element oder GitHub an.

Möge die Macht der endlosen zerbrochenen Kreiden mit euch sein :)

Inhaltsverzeichnis

1	Wie 1.1	ederholung Riemann-Integrale	3
	1.2	Topologie und Untermannigfaltigkeiten	3
2	Fourier Reihen		
	2.1		8
	2.2	Konvergenz der Fourier Reihe	10
3	Einf	führung in die Gebietsintegrale	12
	3.1	Theoretisches Baukasten	12
	3.2	Lebesgue-Integral	16
	3.3	Volumina und Nullmengen	20
	3.4	8	23
	3.5		27
	3.6	Exkurs: Wichtige Koordinatensysteme	32
4	Einf	führung in die Tensorprodukte	35
	4.1	Mathematisches Tensorprodukt	35
5	Höh	nere Analysis	40
	5.1	· · · · · · · · · · · · · · · · · · ·	40
	5.2		42
	5.3		47
6	Dist	tributionen	51
	6.1	Testfunktionen und Schwartz-Funktionen	51
	6.2		53
	6.3		56
7	Part	tielle Differentialgleichungen	59
-	7.1		60
	7.2	V I	62
	7.3		63

1 Riemann-Integrale und Untermannigfaltigkeiten

1.1 Riemann-Integrale

Definition 1.1: Ober- und Unterintegral

Sei $f:[a,b]\to\mathbb{R}$ eine beschränkte Funktion. Das Oberintegral von f ist die Zahl

$$\int_{a}^{*b} f(x)dx = \inf \{ \int_{a}^{b} \varphi(x)dx | \varphi \text{ Treppenfunktion mit } \varphi \geq f \}$$

Das **Unterintegral** von f ist die Zahl

$$\int_{*a}^b f(x) dx = \sup \{ \int_a^b \varphi(x) dx | \varphi \text{ Treppenfunktion mit } \varphi \leq f \}$$

Definition 1.2: Riemann-integrierbare Funktion

Eine beschränkte Funktion $f:[a,b]\to\mathbb{R}$ heißt Riemann-integrierbar, wenn

$$\int_{a}^{*b} f(x)dx = \int_{*a}^{b} f(x)dx$$

Ebenso ist es in der Analysis nützlich den Begriff des uneigentlichen Integrals zu verstehen, wenn der Definitionsbereich unbeschränkt ist.

Definition 1.3: Uneigentliches Integral

Sei $f:(a,b]\to\mathbb{R}$ nicht unbedingt beschränkt, aber für jedes Teilinterval $[\alpha,b]\in(a,b]$ integrierbar. Falls dann der Grenzwert

$$\lim_{\epsilon \to a} \int_{\epsilon}^{b} f(x) dx$$

existiert, so nennen wir f über das Intervall (a, b] uneigentlich integrierbar.

Beispiel 1.1: Uneigentliches Integral

Betrachten wir $\int_0^1 \frac{1}{\sqrt{x}} dx$. Dieses Integral kann als uneigentliches integral sinnvoll definiert werden:

$$\lim_{\epsilon \to 0} \int_{\epsilon}^{1} \frac{1}{\sqrt{x}} dx = \lim_{\epsilon \to 0} [2\sqrt{x}]_{\epsilon}^{1} = \lim_{\epsilon \to 0} 2\sqrt{1} - 2\sqrt{\epsilon} = 2$$

Die Gamma-Funktion $\Gamma(s) = \int_0^\infty t^{s-1} e^{-t} dt$ ist sehr nützlich, denn es gilt $\Gamma(s+1) = s\Gamma(s)$, also ist die Funktion perfekt dazu geeignet, um die Fakultät zu berechnen: $\Gamma(n) = (n-1)!$. Zusätzlich gilt $\Gamma(\frac{1}{2}) = \sqrt{\pi}$.

1.2 Topologie und Untermannigfaltigkeiten

Gewisse topologische Begriffe sind auch im MfP3 sehr wichtig.

Definition 1.4: Offene Kugel

Die Teilmenge $B_r(\boldsymbol{x}) := \{ \boldsymbol{y} \in X \mid d(\boldsymbol{x}, \boldsymbol{y}) < r \} \subseteq X$ eines metrischen Raumes (X, d) mit Abstandsfunktion d heißt offene Kugel mit Mittelpunkt \boldsymbol{x} und Radius r.

Definition 1.5: Inneres

Für eine Teilmenge $A \subseteq X$ nennen wir die Vereinigung aller offenen Teilmengen das Innere \mathring{A} von A, also $\mathring{A} = \bigcup_{B \subseteq A} B$.

Definition 1.6: Abschluss

Für eine Teilmenge $A\subseteq X$ nennen wir den Durchschnitt aller abgeschlossenen Mengen, die A enthalten, den **Abschluss** \bar{A} von A, also $\bar{A}=\bigcap_{B\supset A,B \text{ abgeschl.}} B$.

Definition 1.7: Rand

Die Differenz aus diesen beiden Mengen ist dann der **Rand** ∂A von A, also $\partial A = \bar{A} \setminus \mathring{A}$.

Definition 1.8: Kompaktheit

Falls wir zu <u>jeder</u> offenen Überdeckung $(U_i)_{i\in I}$ von $A\subseteq X$ eine endliche Teilüberdeckung, d.h. eine Einschränkung der Indexmenge I auf eine endliche Menge $J\subseteq I$ finden, sodass $(U_i)_{i\in J}$ immer noch eine offene Überdeckung von A ist, so nennen wir $A\subseteq X$ kompakt.

Folgerung 1.1: Kompakte Teilmengen sind abgeschlossen und beschränkt

Jede kompakte Teilmenge $A \subseteq X$ eines metr. Raumes ist <u>abgeschlossen</u>, <u>vollständig</u> und beschränkt.

Definition 1.9: Separable Räume und Dichtigkeit

Die Metrik (X, d) heißt separabel, falls es eine abzählbare dichte Teilmenge in X gibt. Eine Teilmenge $Y \subseteq X$ heißt dicht in X, wenn $\overline{Y} = X$.

$$\forall \epsilon > 0 \forall x \in X \exists y \in Y : d(x, y) < \epsilon$$

Jetzt gehen wir über zu Untermannigfaltigkeiten und schließen die Wiederholung mit allgemeinen Mannigfaltigkeiten ab.

Definition 1.10: Immersion

Ist $rg(f) = m \forall p \in U$, d. h. die Abbildung hat den konstanten Rang der Dimension des <u>Urbildraums</u>, so sagen wir, dass f eine <u>Immersion</u> ist.

Das Differential $df: U \to \mathbb{R}^n$ ist dann injektiv.

Die $C^k(I,\mathbb{R})$ ist eine k-fach stetig differenzierbare Funktion.

Definition 1.11: C^k -Diffeomorphismen

 C^k -Abbildungen $f: U \to V$, die bijektiv sind und deren Umkehrabbildungen auch C^k sind, nennen wir C^k -Diffeomorphismen.

Beispiel 1.2: Bekannter Diffeomorphismus

Die Abbildung $f: \mathbb{R} \to \mathbb{R}_+ \setminus \{0\}$, $f(x) = e^x$ ist mit $f^{-1}: \mathbb{R}_+ \setminus \{0\} \to \mathbb{R}$, $f^{-1}(x) = \ln(x)$ ein Diffeomorphismus, denn beide sind stetig differenzierbar, bijektiv und $(f \circ f^{-1} = \operatorname{Id}_{\mathbb{R}_+ \setminus \{0\}}) \wedge (f^{-1} \circ f = \operatorname{Id}_{\mathbb{R}})$.

Eine wichtige Eigenschaft von Diffeomorphisem ist, dass sie homöomorph sind.

Definition 1.12: Untermannigfaltigkeit

Wir nennen eine Teilmenge $M \subseteq \mathbb{R}^n$ eine m-dimensionale Untermannigfaltigkeit, falls für jeden der Punkte $p \in M$ die folgenden Eigenschaften erfüllt sind:

- Es gibt eine offene Umgebung $V \subseteq \mathbb{R}^m$ von \boldsymbol{p} .
- Es gibt eine C^k -Immersion^a $F:U\to\mathbb{R}^n$, die eine offene Teilmenge $U\subseteq\mathbb{R}^m$ homöomorph auf $V\cap M$ abbildet.

Definition 1.13: Flächen und Hyperflächen

Zweidimensionale Untermannigfaltigkeiten des \mathbb{R}^n nennen wir **Flächen**. (n-1)-dimensionale Untermannigfaltigkeiten des \mathbb{R}^n nennen wir **Hyperflächen**.

Definition 1.14: Lokale Parametrisierung

Eine solche Abbildung (also $F: U \xrightarrow{\sim} F(U) \subseteq M$) nennen wir eine **lokale Parametrisierung** oder auch **Karte** der Umgebung $F(U) \subseteq M$ des Punktes \boldsymbol{p} .

Beispiel 1.3: Karte eines Funktionsgraphen

Sei $f:U\subseteq\mathbb{R}^n\to\mathbb{R}$ eine C^k -Funktion mit $k\geq 1$. Dann ist $F:U\subseteq\mathbb{R}^n\to\mathbb{R}^{n+1}, F(x)=(x,f(x))$ eine Immersion, denn

$$dF_x = \begin{pmatrix} 1 & \dots & 0 \\ \vdots & \ddots & \vdots \\ 0 & \dots & 1 \\ \partial_1 f(x) & \dots & \partial_n f(x) \end{pmatrix} \Rightarrow \operatorname{rg}(dF_x) = n$$

hat konstanten Rang n. Das Bild von F ist der Graph Γ_f von f.

Es gibt offensichtlich eine Umkehrfunktion $F^{-1}: \Gamma_f \to \mathbb{R}$ $(x, f(x)) \mapsto x$. Sowohl F als auch F^{-1} sind per Definition von f stetig, sodass F ein waschechter Homöomorphismus ist.

 $[^]a$ also eine Abbildung von Rang m

Satz 1.2: Untermannigfaltigkeiten als Urbilder unter Abbildungen von konstantem Rang

Sei $U \subseteq \mathbb{R}^n$ offen und $f: U \to \mathbb{R}^m$.

- Ist f eine C^k -Abbildung,
- \bullet hat f konstanten Rang r und
- ist $\mathbf{q} \in f(U)$,

so ist das Urbild^a des Punktes q eine C^k -Untermannigfaltigkeit des \mathbb{R}^n der Dimension $\mathbf{m=n-r}$, also

$$M := f^{-1}(\mathbf{q}) \subseteq U. \tag{1.1}$$

 a also alle Punkte, die auf \boldsymbol{q} abgebildet werden

Beispiel 1.4: Ein Beispiel von einer Untermannigfaltigkeit

Gegeben sind die beiden Funktionen

$$f_1(x) = x_1^2 + x_1x_2 - x_2 - x_3$$
 $f_2(x) = x_1^2 + 3x_1x_2 - 2x_2 - 3x_3$

und die Menge

$$C := \left\{ x \in \mathbb{R}^3 \, | \, f_1(x) = f_2(x) = 0 \right\}.$$

Wir behaupten nun, dass C eine eindimensionale C^{∞} -Untermannigfaltigkeit des \mathbb{R}^3 ist. Dazu betrachten wir die Funktion $f: \mathbb{R}^3 \to \mathbb{R}^2$, gegeben durch

$$f(x) = \begin{pmatrix} f_1(x) \\ f_2(x) \end{pmatrix}$$

und stellen fest:

- f ist ∞ -oft differenzierbar
- Das Differential ist

$$df = \begin{pmatrix} 2x_1 + x_2 & x_1 - 1 & -1 \\ 4x_1 + 3x_2 & 3x_1 - 2 & -3 \end{pmatrix} \xrightarrow{Gau\beta} \begin{pmatrix} 2x_1 & x_1 - 1 & -1 \\ -2x_1 & -1 & 0 \end{pmatrix}$$

$$\Rightarrow \operatorname{rg}(f) = \operatorname{rg}(df) = 2 \quad \forall x \in \mathbb{R}^3$$

also ist f eine Abbildung von konstantem Rang...

Die Behauptung folgt dann wieder direkt aus dem Satz über Untermannigfaltigkeiten als Urbilder unter Abbildungen von konstantem Rang. Die Untermannigfaltigkeit hat demnach auch die behauptete Dimension 3-2=1.

Definition 1.15: Tangentialvektoren und Tangentialraum

Für eine C^1 -Untermannigfaltigkeit $M \subseteq \mathbb{R}^n$ nennen wir für einen Punkt $\boldsymbol{p} \in M$ gelegte Vektoren $\boldsymbol{v} \in \mathbb{R}^n$ Tangentialvektoren, wenn

- es $\epsilon > 0$ und eine stetig differenzierbare Kurve $\gamma: (-\epsilon, \epsilon) \to M$ gibt, welche
 - durch den Punkt \boldsymbol{p} verläuft, also $\gamma(0) = \boldsymbol{p}$ und
 - für die $\mathbf{v} = \gamma'(0)$ gilt.

Die Menge aller Tangentialvektoren an die Untermannigfaltigkeit M im Punkt p nennen wir **Tangentialraum** in p.

Wir schreiben auch $T_{p}M$.

Satz 1.3: Eigenschaften des Tangentialraums

Für den Tangentialraum $T_{\boldsymbol{p}}M$ an einer UMF M im Punkt \boldsymbol{p} gilt:

- $T_{\mathbf{p}}M$ ist ein Vektorraum mit $\dim(T_{\mathbf{p}}M) = m = \dim M$.
- Falls wir mit $F: U \to V$ eine lokale Parametrisierung von M haben, sodass F(u) = p ist $(u \in U)$,

dann bilden die Vektoren $\partial_1 F(\boldsymbol{u}), \dots, \partial_m F(\boldsymbol{u})$ eine Basis des Tangentialraums.

Den Tangentialraum können wir uns für einen Punkt p an einer Kugel M als Ebene vorstellen, die an diesen Punkt angelegt wird.

Und nun zum krönenden Abschluss die allgemeinen Mannigfaltigkeiten.

Definition 1.16: Allgemeine Mannigfaltigkeiten

Gegeben seien ein metrischer Raum M, eine offene Überdeckung $(v_i)_{i \in I}$ von M mit offenen Mengen $U_i \subseteq \mathbb{R}^m$ und Homöomorphismen

$$F_i: U_i \xrightarrow{\sim} V_i$$
.

Man spricht dann von einer (abstrakten) m-dimensionalen C^k -Mannigfaltigkeit, wenn für je zwei offene Mengen $V_1, V_2 \subseteq M$ mit Abbildungen F_1 und F_2 die Abbildung

$$F_2^{-1} \circ F_1: F_1^{-1}(V_1 \cap V_2) \to F_2^{-1}(V_1 \cap V_2)$$

ein C^k -Diffeomorphismus ist.

2 Fourier Reihen

Die Fourier-Reihe ist ein wichtiges Instrument in der Physik, das uns ermöglicht (quasi-)periodische Funktionen mit einer Summe von vielen $\sin(x)$ und $\cos(x)$ zu approximieren.

2.1 Fourier-Reihe

Definition 2.1: Fourier-Koeffizient

Sei $f: \mathbb{R} \to \mathbb{C}$ eine 2π -periodische Funktion. Die komplexe Zahl

$$c_k = \frac{1}{2\pi} \int_0^{2\pi} f(x)e^{-ikx}dx$$

heißt das k-te Fourier-Koeffizient.

Definition 2.2: Fourier-Reihe

Die Reihe

$$F(f) = \sum_{k=-\infty}^{\infty} c_k e^{-ikx}$$

heißt die Fourier-Reihe von f

Beispiel 2.1: Beispiel einer Fourier-Reihe

Gegeben sei die Funktion

$$f(x) = \begin{cases} 1 & \text{wenn } 0 < x \le \pi \\ 0 & \text{wenn } \pi < x \le 2\pi \end{cases}$$

Wir wollen nun die Fourier-Reihe zu der 2π -periodischen f bestimmen, um die Funktion zu approximieren. Wir berechnen zuerst c_0 .

$$c_0 = \frac{1}{2\pi} \int_0^{\pi} 1e^0 dx + \frac{1}{2\pi} \int_{\pi}^{2\pi} 0e^0 dx = \frac{1}{2\pi} \pi - 0 = \frac{1}{2}$$

Nun berechnen wir c_1 , um ein Gefühl zu entwickeln.

$$c_{1} = \frac{1}{2\pi} \int_{0}^{\pi} 1e^{-ix} dx + \frac{1}{2\pi} \int_{0}^{\pi} 0e^{-ix} dx = \frac{1}{2\pi} \int_{0}^{\pi} e^{-ix} dx =$$

$$= \frac{1}{2\pi} \int_{0}^{\pi} \cos(x) - i\sin(x) dx = \frac{1}{2\pi} ([\sin(x)]_{0}^{\pi} + i[\cos(x)]_{0}^{\pi}) = \frac{1}{2\pi} (0 - 2i) = -\frac{i}{\pi}$$

Anschließend berechnen wir c_k .

$$c_k = \frac{1}{2\pi} \int_0^{\pi} 1e^{-ikx} dx + \frac{1}{2\pi} \int_0^{\pi} 0e^{-ikx} dx = \frac{1}{2\pi} \int_0^{\pi} 1e^{-ikx} dx =$$

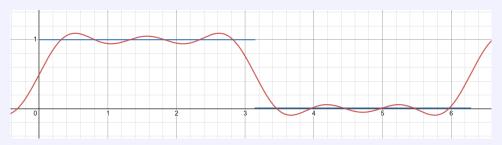
$$= \frac{1}{2\pi} \left[\frac{ie^{-ikx}}{k} \right]_0^{\pi} = \frac{1}{2\pi} \left[\frac{i(\cos(kx) - i\sin(kx))}{k} \right]_0^{\pi} = \begin{cases} -\frac{i}{\pi k} & \text{k ungerade} \\ 0 & \text{k gerade} \end{cases}$$

Die Fourier-Reihe der Funktion f ist dann

$$F(f) = \frac{1}{2} - \frac{i}{\pi}e^{-ix} + \frac{i}{\pi}e^{ix} - \frac{i}{3\pi}e^{-3ix} + \frac{i}{3\pi}e^{3ix} - \frac{i}{5\pi}e^{-5ix} + \frac{i}{5\pi}e^{5ix} \dots$$

Dies könnte man noch umschreiben:

$$F(f) = \frac{1}{2} + \frac{2}{\pi}\sin(x) + \frac{2}{3\pi}\sin(3x) + \frac{2}{5\pi}\sin(5x) + \dots$$



Wie auf dem Bild zu sehen, approximieren wir mit jeden neuen Term die Funktion stückweise besser.

Bemerkung 2.1: Wichtige Fourier-Integrale

Die folgenden Integrale sind sehr wichtig bei der Berechnung von Fourier-Reihen:

- 1. $\int_0^{2\pi} \cos(kx) \sin(lx) dx = 0, \text{ für } \forall k, l$ 2. $\int_0^{2\pi} \cos(kx) \cos(lx) dx = 0 \text{ für } k \neq l$ 3. $\int_0^{2\pi} \sin(kx) \sin(lx) dx = 0 \text{ für } k \neq l$ 4. $\int_0^{2\pi} \sin^2(kx) dx = \pi \text{ für } k \geq 1$ 5. $\int_0^{2\pi} \cos^2(kx) dx = \pi \text{ für } k \geq 1$

Wichtig! Diese Beziehungen gelten nur für $k, l \in \mathbb{N}$.

Bemerkung 2.2: Fourier für un- und gerade Funktionen

Es gilt

$$F_n(f) = \frac{a_0}{2} + \sum_{k=1}^{n} (a_k \cos(kx) + b_k \sin(kx))$$

wobei

$$a_k = c_k + c_{-k} = \frac{1}{\pi} \int_0^{2\pi} f(x) \cos(kx) dx$$

$$b_k = i(c_k - c - k) = \frac{1}{\pi} \int_0^{2\pi} f(x) \sin(kx) dx$$

Wenn f reellwertig ist, dann ist $c_{-k} = \overline{c_k}$ und $F_n(f)$ auch reellwertig.

Ist f gerade (d.h. f(-x) = f(x)), dann gilt

$$F_n(f) = \frac{a_0}{2} + \sum_{k=1}^n a_k \cos(kx)$$

Ist f ungerade (d.h. f(-x) = -f(x)), dann gilt

$$F_n(f) = \sum_{k=1}^{n} b_k \sin(kx)$$

Eine weitere Anwendung der Fourier-Reihe ist auch das Beweisen von Folgen

Beispiel 2.2: Folgenbeweise mit Fourier

Wir sollen die Formel $\frac{\pi^2}{6} = 1 + \frac{1}{4} + \frac{1}{9} + \dots$ beweisen indem wir die Fourier-Reihe der 2π -periodischen Funktion $f(x) = x^2$ im Intervall $-\pi \le x \le \pi$ bestimmen.

$$c_0 = \frac{1}{2\pi} \int_{-\pi}^{\pi} x^2 e^0 dx = \frac{1}{2\pi} \left[\frac{x^3}{3} \right]_{-\pi}^{\pi} = \frac{1}{2\pi} \left(\frac{\pi^3}{3} + \frac{\pi^3}{3} \right) = \frac{\pi^2}{3}$$

$$c_k = \frac{1}{2\pi} \int_{-\pi}^{\pi} x^2 e^{-ikx} dx = \begin{cases} \frac{1}{k^2} & \text{wenn } k \text{ gerade} \\ -\frac{1}{k^2} & \text{wenn } k \text{ ungerade} \end{cases}$$

$$F_n(f) = \frac{\pi^2}{3} - 2\cos(x) + \frac{1}{2}\pi\cos(2x) - \frac{2}{9}\cos(3x) + \dots$$

Nun setzen wir für x den Wert $x=\pi$ ein und erhalten:

$$F_n(f(\pi)) = \frac{\pi^2}{3} + 2 + \frac{1}{2} + \frac{2}{9} + \dots$$

Wir wissen, dass $f(\pi) = \pi^2$ und substrahieren $\frac{\pi^2}{3}$ von beiden Seiten

$$\frac{\pi^2}{3} = 2 + \frac{1}{2} + \frac{2}{9} + \dots$$

Nun teilen wir beide Seiten mit 2 und erhalten

$$\frac{\pi^2}{6} = 1 + \frac{1}{4} + \frac{1}{9} + \dots$$

2.2 Konvergenz der Fourier Reihe

Definition 2.3: L^2 -Halbnorm

Sei V der Vektorraum der 2π -periodischen Funktionen $f:\mathbb{R}\to\mathbb{C}$, wobei f Riemannintegrierbar ist. Dann ist die Hermitische Form

$$||f||_2 = \langle f, f \rangle = \frac{1}{2\pi} \int_0^{2\pi} f(x) \overline{f(x)} dx, f \in V$$

die L^2 -Halbnorm von f.

Satz 2.3: Konvergenz der Fourier-Reihe im quadratischen Mittel

Sei V der Vektorraum der 2π -periodische Funktionen $f:\mathbb{R}\to\mathbb{C},$ für die f integrierbar ist.

i) Für $\forall f \in V$ gilt

$$||f||_2^2 = \sum_{k=-\infty}^{\infty} |c_k|^2$$

ii) Die Fourier-Reihe von $f\in V$ konvergiert im quadratischen Mittel gegen f, d.h. $\lim_{n\to\infty}||f-F_n(f)||_2=0$.

Es gibt tatsächlich keine 2π -periodische Funktion im \mathcal{L}^2 , dessen Fourier-Reihe nicht fast überall gegen f konvergieren würde.

3 Mehrdimensionale Integrale

Um uns mit mehrdimensionalen Integralen zu beschäftigen, müssen wir zuerst gewisse theoretische Begriffe einführen.

3.1 Theoretisches Baukasten

Definition 3.1: Charakteristische Funktion

Sei $A \subseteq \mathbb{R}^n$. Die charakteristische Funktion oder auch Indikatorfunktion der Teilmenge A ist die Funktion

$$1_A: \mathbb{R}^n \to \mathbb{R} \text{ mit } x \to \begin{cases} 1, x \in A \\ 0, x \notin A \end{cases}$$

Definition 3.2: Quader

Ein Quader $Q \subseteq \mathbb{R}^n$ ist das Produkt $I_1 \times \cdots \times I_n$ von n beschränkten, nicht-leeren Intervallen $I_{\mu} \subseteq \mathbb{R}$.

Beispiel 3.1: Quader in \mathbb{R}^1

Quader in \mathbb{R}^1 sind also die Intervale (a, b), [a, b], (a, b] und [a, b).

Definition 3.3: Volumen eines Quaders

Das (n-dimensionale) Volumen eines solchen Quaders ist die nicht-negative reelle Zahl

$$v(Q) = v_n(Q) = \prod_{\mu=1}^n |I_{\mu}| = \prod_{\mu=1}^n (b_{\mu} - a_{\mu})$$

Definition 3.4: Treppenfunktion

Eine Funktion $\varphi : \mathbb{R}^n \to \mathbb{C}$ heißt Treppenfunktion auf \mathbb{R}^n , wenn es endlich viele paarweise disjunkte Quader gibt, sodass

- 1. die Funktion φ auf jedem Quader Q_k konstant ist,
- 2. $\varphi(x) = 0$ für alle x außerhalb von Quadern.

Außerdem lassen sich Treppenfunktionen als endliche Linearkombination charakteristischer Funktionen von disjunkten Quadern schreiben

$$\varphi = \sum_{k} c_k 1_{Q_k}$$
 mit $c_k \in \mathbb{C}$ und Q_k ist ein Quader

Wir kommen nun zu den sehr wichtigen Begriff der Hüllreihen.

Definition 3.5: Hüllreihe

Gegeben sei $f: \mathbb{R}^n \to \mathbb{C} \cup \{\infty\}$. Eine **Hüllreihe** zu f ist eine Reihe

$$\Phi = \sum_{k=1}^{\infty} c_k 1_{Q_k} \text{ mit } c_k \in \mathbb{R}$$

wobei Q_k offene Quader im \mathbb{R}^n sind und für jedes $x \in \mathbb{R}^n$ gilt

$$|f(x)| \le \Phi(x) = \sum_{k=1}^{\infty} c_k 1_{Q_k}(x)$$

Der Inhalt der Hüllreihe ist definiert als

$$I(\Phi) = \sum_{k=1}^{\infty} c_k v(Q_k)$$

Beispiel 3.2: Folge von Hüllreihen

Seien $a,k\in\mathbb{R}$ und $f:\mathbb{R}\to\mathbb{R}$ definiert als $f(x)=\begin{cases} 0,x\neq a\\ c,x=a \end{cases}$. Wir sollen zu dieser

Funktion eine Folge von Hüllreihen, Φ_n , konstruieren, die gegen Null konvergiert.

Wir wissen, dass $\Phi_{(n)}(x) = \sum_{k=1}^{\infty} c_k 1_{Q_k}$, aber auch, dass $c_k = 0$ für jeden Quader außer für die, in denen sich a befindet (da ist $c_k = c$). Wir können Hüllreihen auf Intervalen für $k, n \in \mathbb{N}$ bilden

$$A_{n,k} = \left[a - \frac{1}{k \cdot 2^n}, a + \frac{1}{k \cdot 2^n}\right]$$
$$\Phi_{(n)}(x) = 1_{A_{n,k}}(x)$$

Betrachtet nun

$$I(\Phi_n) = \sum_{k=1}^{\infty} c_k v(Q_k) = 1 \cdot v(A_n)$$

Wir wissen, dass der Volumen des Intervals

$$A_n = a + \frac{1}{k \cdot 2^n} - \left(a - \frac{1}{k \cdot 2^n}\right) = \frac{2}{k \cdot 2^n}$$
$$\Rightarrow I(\Phi_n) = \frac{2}{k \cdot 2^n}$$

Die Inhalte dieser Hüllreihe gehen gegen 0

$$\lim_{n \to \infty} I(A_n) = \lim_{n \to \infty} a + \frac{1}{k \cdot 2^n} - (a - \frac{1}{k \cdot 2^n}) = \lim_{n \to \infty} \frac{2}{k \cdot 2^n} = 0$$

Wir haben nun erfolgreich eine Folge von Hüllreihen konstruiert

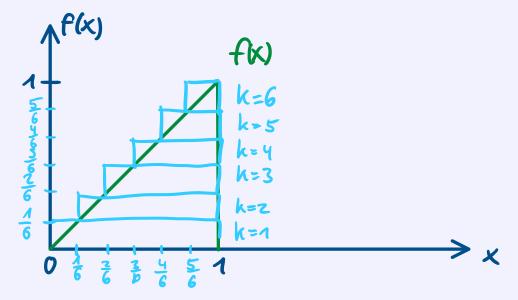
$$\Phi_n = (\sum_{k=1}^{\infty} 1_{A_{n,k}})_n$$
 für $A_{n,k} = [a - \frac{1}{k \cdot 2^n}, a + \frac{1}{k \cdot 2^n}]$

Beispiel 3.3: Hüllreihe einer Funktion

Wir betrachten die Funktion

$$f(x) = \begin{cases} x & \text{wenn } x \in [0, 1] \\ 0 & \text{sonst} \end{cases}$$

Dazu konstruieren wir eine Hüllreihe:



diese hat nun die Form

$$\Phi_6(x) = \sum_{k=0}^{6-1} \frac{1}{6} \cdot 1_{\left[\frac{1}{6}k,1\right]}$$

Lassen wir eine beliebige Anzahl n an Quadern zu, gilt:

$$\Phi_n(x) = \sum_{k=0}^{n-1} \frac{1}{n} 1_{\left[\frac{1}{n}k,1\right]}$$

Der Inhalt ist dann

$$I(\Phi_n) = \frac{1}{n} \sum_{k=0}^{n-1} 1 - \frac{1}{n}k = \frac{1}{n} \sum_{k=0}^{n-1} 1 - \frac{1}{n^2} \sum_{k=0}^{n-1} k$$
$$= 1 - \frac{n-1}{2n} = \frac{1}{2}(1 + \frac{1}{n})$$

Für $n \to \infty$ folgt:

$$I(\Phi_{\infty}) = \lim_{n \to \infty} \frac{1}{2} (1 + \frac{1}{n}) = \frac{1}{2}$$

Also dem Flächeninhalt unter der Funktion f!

Definition 3.6: L^1 -Halbnorm

Unter der L^1 -Halbnorm von $f:\mathbb{R}^n\to\mathbb{C}\cup\{\infty\}$ versteht man das Infimum

$$||f||_1 = \inf\{I(\Phi)| \Phi \text{ H\"{u}llreihe zu } f\} = \int |f| dx$$

Satz 3.1: Eigenschaften einer Halbnorm

Für die Funktionen $f_1,f_2:\mathbb{R}^n\to\mathbb{C}\cup\{\infty\}$ und ein $c\in\mathbb{C}$ gilt

- 1. $||c \cdot f||_1 = |c| \cdot ||f||_1$ 2. $|f_1| \le |f_2| \Longrightarrow ||f_1||_1 \le ||f_2||_2$ 3. $||\sum_{k=1}^{\infty} |f_k||_1 \le \sum_{k=1}^{\infty} ||f_k||_1$

3.2 Lebesgue-Integral

Mit den obigen theoretischen Werkzeug können wir nun endlich das Lebesgue-Integral definieren.

Definition 3.7: Lebesgue-Integral

Eine Funktion $f: \mathbb{R}^n \to \mathbb{C} \cup \{\infty\}$ heißt Lebesgue-integrierbar über \mathbb{R}^n , wenn es eine Folge von Treppenfunktionen φ_k gibt mit

$$\lim_{k \to \infty} ||f - \varphi_k||_1 = 0$$

In diesem Fall schreiben wir das Lebesgue-Integral

$$\int f dx = \int f(x) d^n x = \int_{\mathbb{R}^n} f(x) dx = \lim_{k \to \infty} \int \varphi_k(x) dx \in \mathbb{C}$$

Satz 3.2: Bedingte Gleichheit der Riemann und Lebesgue Integrale

Sei A = [a, b] ein kompaktes Intervall und f eine über A Riemann-integrierbare Funktion. Dann ist f über A Lebesgue-integrierbar und das Lebesgue-Integral und das Riemann-Integral sind gleich.

Korollar 3.3: Majorantenkriterium

Wenn eine Funktion f über eine σ -kompakte Menge^a A stetig ist und diese eine integrierbare Majorante hat:

$$|f(x)| \le F(x)$$
 fast überall auf A

Dann ist f über A Lebesgue-integrierbar.

^aJede offene und abgeschlossene Menge des \mathbb{R}^n ist σ -kompakt!

Der folgende zwei Sätze sind sehr wichtig in der Theorie der Gebietsintegrale. Im Skript stehen der kleiner und großer Satz von Fubini, wir schreiben hier aber die allgemeine Version aus T. Arens, also guckt euch auch das Skript nochmal an.

Satz 3.4: Kleiner Satz von Beppo Levi

Sei $f: \mathbb{R}^n \to \mathbb{R} \cup \{\infty\}$ und sei (φ_k) eine monoton wachsende oder fallende Folge von Treppenfunktionen, so dass

- 1. (φ_k) punktweise gegen f konvergiert
- 2. die Folge $(\int \varphi_k dx)$ der Integrale der Treppenfunktionen beschränkt ist.

Dann ist f integrierbar und es gilt

$$\int f dx = \lim_{k \to \infty} \int \varphi_k dx$$

Satz 3.5: Satz von Fubini

Sind $I \subseteq R^p$ und $J \subseteq R^q$ (möglicherweise unbeschränkte) Quader sowie $f \in L(Q)$ eine auf dem Quader $Q = I \times J \subseteq R^{p+q}$ integrierbare (oder mindestens stetig beschränkte) Funktion, so gibt es Funktionen $g \in L(I)$ und $h \in L(J)$ mit

$$g(x) = \int_{I} f(x, y) dy$$
 für fast alle $x \in I$

$$h(y) = \int_{I} f(x, y) dx$$
 für fast alle $y \in J$

Ferner ist

$$\int_{R} f(x,y)d(x,y) = \int_{I} \int_{J} f(x,y)dydx = \int_{I} g(x)dx$$
$$= \int_{I} \int_{I} f(x,y)dxdy = \int_{I} h(y)dy$$

Wichtig! Um den Satz von Fubini anwenden zu können, muss folgendes erwähnt werden:

- \bullet Q ist kompakt oder offen und beschränkt und
- f ist stetig.

Beispiel 3.4: Kompakte Kreissscheibe

Gegeben ist die kompakte Kreisscheibe:

$$K = \overline{B_r(0)} = \{(x, y) \in \mathbb{R}^2 | x^2 + y^2 \le r^2 \}$$

Wir wollen nun das Integral

$$\int_{K} 1d(x,y)$$

berechnen. Dazu stellen wir fest:

- 1. K ist kompakt
- 2. f(x,y) = 1 ist stetig und beschränkt
- 3. Die Menge K_y lautet:

$$K_y = \{x \in \mathbb{R} | (x, y) \in K\} = \{x \in \mathbb{R} | x^2 + y^2 \le r^2\}$$
$$= \{x \in \mathbb{R} | |x| \le \sqrt{r^2 - y^2}\} = [-\sqrt{r^2 - y^2}, \sqrt{r^2 - y^2}]$$

Man erkennt leicht, dass $K_y \neq \emptyset$ für $y \in [-r, r]$. Somit erhalten wir:

$$F(y) = \begin{cases} \int_{K_y} 1 dx & \text{für } y \in [-1, 1] \\ 0 & \text{sonst} \end{cases}$$
 (3.1)

und damit nach dem Satz von Fubini:

$$\int_K 1d(x,y) = \int_{\mathbb{R}} F(y)dy = \int_{[-1,1]} [\int_{[-\sqrt{r^2-y^2},\sqrt{r^2-y^2}]} 1dx]dy = \int_{-1}^1 [\int_{-\sqrt{r^2-y^2}}^{\sqrt{r^2-y^2}} 1dx]dy = \pi r^2$$

Eine nützliche Integrationsregel: $\int \sqrt{a^2 - x^2} = \frac{1}{2} (a^2 \sin^{-1}(\frac{x}{a}) + x\sqrt{a^2 - x^2}) + c$.

Beispiel 3.5: Anwendung vom Satz von Fubini

Wir wollen auch für eine kompliziertere Funktion, aber noch stets definiert auf einem Rechteck, die interierten Integrale berechnen. Dazu betrachten wir $R=(0,\frac{\pi}{2})\times(0,\frac{\pi}{2})$ und die Funktion $f:R\to\mathbb{R}$, die durch

$$f(x) = \sin(x_1 + 2x_2), \ x = (x_1, x_2) \in R$$

gegeben ist.

Zunächst berechnen wir

$$\int_0^{\frac{\pi}{2}} \int_0^{\frac{\pi}{2}} \sin(x_1 + 2x_2) dx_2 dx_1$$

$$= \int_0^{\frac{\pi}{2}} \left[-\frac{1}{2} \cos(x_1 + 2x_2) \right]_{x_2 = 0}^{\frac{\pi}{2}} dx_1$$

$$= \int_0^{\frac{\pi}{2}} \left(\frac{1}{2} \cos(x_1) - \frac{1}{2} \cos(x_1 + \pi) \right) dx_1$$

$$= \int_0^{\frac{\pi}{2}} \cos(x_1) dx_1 = 1$$

Nun vertauschen wir die Reihenfolge,

$$\int_0^{\frac{\pi}{2}} \int_0^{\frac{\pi}{2}} \sin(x_1 + 2x_2) dx_1 dx_2$$

$$= \int_0^{\frac{\pi}{2}} [-\cos(x_1 + 2x_2)]_{x_1 = 0}^{\frac{\pi}{2}} dx_2$$

$$= \int_0^{\frac{\pi}{2}} (\cos(2x_2) - \cos(2x_2 + \frac{\pi}{2})) dx_2$$

$$= \left[\frac{1}{2}\sin(2x_2) - \frac{1}{2}\sin(2x_2 + \frac{\pi}{2})\right]_0^{\frac{\pi}{2}}$$

$$= \frac{1}{2}(\sin(\pi) - \sin(\frac{3\pi}{2}) - \sin(0) + \sin(\frac{\pi}{2})) = 1$$

Beispiel 3.6: Lebesgue Integrierbarkeit

Ist die Funktion:

$$f: (0,1) \to \mathbb{R}$$
$$x \mapsto e^{-\frac{1}{x}}$$

lebesgue integrierbar?

Wir haben ein Problem bei $x\to 0$, allerdings können wir $\frac{1}{x}$ mit y ersetzen und bekommen $\lim_{x\to 0} e^{-\frac{1}{x}} = \lim_{y\to 0} e^{-y} = 0$. Beweis:

• Die Menge (0,1) ist σ -Kompakt, weil jede offene und abgeschlossene Menge über \mathbb{R}^n σ -kompakt ist.

 \bullet f ist stetig und daher auch lokal integrierbar.

Dann können wir das Majorantenkriterium anwenden:

$$|f(x)| < F(x) = 1$$
 fast überall auf $(0,1)$: $-\frac{1}{x} < 0 \iff e^{-\frac{1}{x}} < e^{0}$

Da F(x) = 1 eine auf (0,1) integrierbare Majorante ist, ist f auch lebesgue integrierbar.

Beispiel 3.7: Fubini ist nicht immer anwendbar

Es sollen die beiden iterierten Integrale

$$\int_{0}^{1} \int_{0}^{1} \frac{x_1 - x_2}{(x_1 + x_2)^3} dx_1 dx_2 \quad \text{und} \quad \int_{0}^{1} \int_{0}^{1} \frac{x_1 - x_2}{(x_1 + x_2)^3} dx_2 dx_1$$

berechnet werden. Darf der Satz von Fubini angewandt werden?

Problemanalyse und Strategie: Man muss nur eines der iterierten Integrale berechnen, da sich der Wert des anderen durch eine Symmetrieüberlegung ergibt. Wir bestimmen zunächst den Wert des inneren Integrals durch partielle Integration. Das äußere Integral kann dann direkt berechnet werden.

Lösung: Wir betrachten zunächst nur das innere Integral für ein festes $x_2 \in (0,1)$. Mit partieller Integration, wobei wir als Stammfunktion x_1-x_2 und als Ableitung $(x_1+x_2)^{-3}$ wählen, erhalten wir

$$\int_{0}^{1} \frac{x_1 - x_2}{(x_1 + x_2)^3} dx_1 = \left[-\frac{1}{2} \frac{x_1 - x_2}{(x_1 + x_2)^2} \right]_{x_1 = 0}^{1} + \frac{1}{2} \int_{0}^{1} \frac{1}{(x_1 + x_2)^2} dx_1.$$

Mit

$$\int_{0}^{1} \frac{1}{(x_1 + x_2)^2} dx_1 = \left[-\frac{1}{x_1 + x_2} \right]_{x_1 = 0}^{1},$$

ergibt sich

$$\int_{0}^{1} \frac{x_1 - x_2}{(x_1 + x_2)^3} dx_1 = \left[\frac{-x_1}{(x_1 + x_2)^2} \right]_{x_1 = 0}^{1}$$
$$= \frac{-1}{(1 + x_2)^2}.$$

Den Wert des iterierten Integrals zu bestimmen, ist jetzt nicht mehr schwer,

$$\int_{0}^{1} \int_{0}^{1} \frac{x_1 - x_2}{(x_1 + x_2)^3} dx_1 dx_2 = \int_{0}^{1} \frac{-1}{(1 + x_2)^2} dx_2$$
$$= \left[\frac{1}{1 + x_2} \right]_{0}^{1} = -\frac{1}{2}$$

Um den Wert des zweiten Integrals zu bestimmen, nutzen wir die Symmetrie aus. Es ist

$$\int_{0}^{1} \int_{0}^{1} \frac{x_1 - x_2}{(x_1 + x_2)^3} dx_2 dx_1 = -\int_{0}^{1} \int_{0}^{1} \frac{x_2 - x_1}{(x_1 + x_2)^3} dx_2 dx_1.$$

Nun benennen wir die Integrationsvariablen um und schreiben y_1 für x_2 sowie y_2 für x_1 . Es ergibt sich

$$\int_{0}^{1} \int_{0}^{1} \frac{x_1 - x_2}{(x_1 + x_2)^3} dx_2 dx_1 = -\int_{0}^{1} \int_{0}^{1} \frac{y_1 - y_2}{(y_2 + y_1)^3} dy_1 dy_2.$$

Rechts steht nun aber genau das iterierte Integral, dass wir eben berechnet haben. Also folgt

$$\int_{0}^{1} \int_{0}^{1} \frac{x_1 - x_2}{(x_1 + x_2)^3} \, \mathrm{d}x_2 \, \mathrm{d}x_1 = \frac{1}{2}.$$

In beiden Fällen existiert hier das iterierte Integral, aber der Wert hängt von der Integrationsreihenfolge ab.

Kommentar Im Fall dieses Beispiels kann der Satz von Fubini nicht angewandt werden. Die Singularität der Funktion

$$f(\mathbf{x}) = \frac{x_1 - x_2}{(x_1 + x_2)^3}, \quad \mathbf{x} \neq \mathbf{0},$$

für $x \to 0$ ist so stark, dass f keine integrierbare Funktion auf dem Quadrat $(0,1) \times (0,1)$ ist. Die Voraussetzungen des Satzes von Fubini sind hier verletzt.

3.3 Volumina und Nullmengen

Wir beginnen dieses wichtige Thema mit sehr theoretischen Konzepten, die uns dann ermöglichen die Maßtheorie zu verstehen. So manche Begriffe werden in der Funktionalanalysis in MfP4 nochmal vorkommen.

Definition 3.8: Grundmenge und σ -Algebra

Eine **Grundmenge** (auch Universum), Ω , bezeichnet in der Mathematik eine Menge aus allen in einem bestimmten Zusammenhang betrachteten Objekten.

Eine Menge \mathcal{A} von Teilmengen einer Grundmenge Ω heißt σ -Algebra, wenn

- $\Omega \in \mathcal{A}$
- Für jede Menge $A \in \mathcal{A}$ gilt $\Omega/A \in \mathcal{A}$
- Abzählbare Vereinigungen von Mengen $A_i \in \mathcal{A}$ sind wieder in \mathcal{A}

Beispiel 3.8: Kleinste und größte σ -Algebra

Für jede beliebige Menge Ω ist $\{\emptyset, \Omega\}$ die kleinste und die Potenzmenge $P(\Omega)$ die größtmögliche σ -Algebra mit Ω als Grundmenge.

Definition 3.9: Maß

Sei \mathcal{A} eine σ -Algebra. Eine Funktion $\mu: \mathcal{A} \to [0, \infty]$ heiß ein Maß auf \mathcal{A} , wenn

- $\bullet \ \mu(\emptyset) = 0,$
- σ -Additivität, also $\mu(\bigcup_{n=1}^{\infty} A_n) = \sum_{n=1}^{\infty} \mu(A_n)$.

Außerdem wird das Tripel $(\Omega, \mathcal{A}, \mu)$ Maßraum gennant.

Beispiel 3.9: Borelsche σ -Algebra

Die borelsche σ -Algebra ist eine σ -Algebra, die alle Mengen enthält, denen man naiverweise ein Volumen oder eine Wahrscheinlichkeit zuordnen will, schließt aber Negativresultate aus.

Bezüglich der borelschen σ -Algebra sind alle stetigen Funktionen immer messbar.

Definition 3.10: σ -Kompaktheit

Eine Menge $A \subseteq \mathbb{R}^n$ heißt σ -kompakt, wenn sie eine Vereinigung abzählbar vieler kompakter Menger ist.

Nun kommt eine sehr wichtige Definition.

Definition 3.11: Lebesgue-Messbarkeit

Eine Menge $A \subseteq \mathbb{R}^n$, falls die konstante Funktion über A integrierbar ist.

$$v(A) = v_n(A) = \int_A 1 dx$$

Definition 3.12: Figur und Ausschöpfung

Eine Vereinigung endlich vieler Quader $Q_i \subseteq \mathbb{R}^n$ der Form $A = Q_1 \cup Q_2 \cup \cdots \cup Q_s$ heißt **Figur**.

Eine **Ausschöpfung** von A ist eine aufsteigende Folge von Teilmengen $A_1 \subseteq A_2 \subseteq \cdots \subseteq A$.

Beispiel 3.10: Volumina von Kegeln

Wir sollen das Volumen des Kegels

$$K = \{(x, y) \in \mathbb{R}^n | y \in [0, h], x \in (1 - \frac{y}{h})B\}$$

mit kompakter Basis (das ist die Fläche des Kegels ganz unten) $B \subseteq \mathbb{R}^{n-1}$ und Höhe h > 0 bestimmen. Da wir in 3D arbeiten ist unser n = 3.

$$v_n(K) = \int_0^k v_{n-1}((1 - \frac{y}{h})B)dy$$

An dieser Stelle ist es wichtig die **Streckungsformel** zu kennen

$$\int_{\mathbb{R}^n} (s_1 x_1, \dots, s_n x_n) dx = s_1^{-1} s_2^{-1} \dots s_n^{-1} \int_{\mathbb{R}^n} f(x) dx$$

$$v_n(K) = \int_0^h v_{n-1}(B)(1 - \frac{y}{h})^{n-1} dy = B \int_0^h (1 - \frac{y}{h})^2 dy = \frac{B \cdot h}{3}$$

Und nun eins der wichtigsten Definitionen im MfP3.

Definition 3.13: Nullmenge

Eine Teilmenge $N\subseteq\mathbb{R}^n$ heißt Lebesgue-Nullmenge, wenn sie eine der beiden folgenden Bedingungen erfüllt:

- N ist messbar mit $v_n(N) = 0$.
- Für die charakteristische Funktion gilt $||1_N||_1 = 0$.

Beispiel 3.11: Nullmengen

Überlegen Sie sich einige Beispiele für Nullmengen im \mathbb{R}^2 und im \mathbb{R}^3 .

In jedem Fall sind isolierte Punkte und abzählbare Vereinigungen von isolierten Punkten wie im eindimensionalen Nullmengen. Das bedeutet etwa, dass $\mathbb{Q}^2 \subset \mathbb{R}^2$ oder $\mathbb{Q}^3 \subset \mathbb{R}^3$ Nullmengen sind.

Der Rand eines Quaders, im zweidimensionalen also der Rand eines Rechtecks, ist ebenfalls eine Nullmenge. Dasselbe gilt für abzählbare Vereinigungen solcher Ränder.

Als letztes Beispiel im \mathbb{R}^2 sei der Graph einer Funktion $f: \mathbb{R} \to \mathbb{R}$ gennant.

Definition 3.14: Fast überall

Sei E(x) eine Eigenschaft, sodass wir für $\forall x \in \mathbb{R}^n$ wissen, ob die Eigenschaft E(x) erfüllt ist. Wir sagen, dass E(x) fast überall gilt, wenn die Menge aller Punkte, wo E(x) nicht gilt, eine Nullmenge ist.

Beispiel 3.12: Fast überall konstante Funktion

Sei $f(x) = \begin{cases} 42 \text{ wenn } x \neq \infty \\ \infty \text{ wenn } x = \infty \end{cases}$. Die Funktion f(x) ist fast überall konstant, außer in einer Nullmenge (also in der Unendlichkeit).

Es ist auch nützlich sich zu merken, dass wenn $||f||_1 = 0$, dann $N = \{x \in \mathbb{R}^n | f(x) \neq 0\}$ eine nullmenge ist.

Satz 3.6: Modifikationssatz

Seien $f, g : \mathbb{R}^n \to \mathbb{C}$ zwei Funktionen, die fast überall gleich sind. Wenn f integrierbar ist, dann ist auch g integrierbar und es gilt $\int f = \int g$.

Lemma 3.7: Geometrische Charakterisierung von Nullmengen

Ist N eine Nullmenge, so gibt es zu jedem $\epsilon > 0$ eine messbare offene Menge U mit $N \subseteq U$ und $v(U) < \epsilon$.

Eine Menge $N \subseteq \mathbb{R}^n$ ist genau dann eine Nullmenge, wenn es zu jedem $\epsilon > 0$ abzählbar viele Quader $Q_1, Q_2, ..., Q_n$ gibt, sodass

$$N \subseteq \bigcup_{k=1}^{\infty} Q_k \text{ und } \sum_{k=1}^{\infty} v(Q_k) < \epsilon$$

Eine nützliche, aber nicht so wichtige Eigenschaft ist, dass wenn f integrierbar ist, dann auch f(x-a) integrierbar ist, wenn a in der Definitionsmenge ist.

3.4 Konvergenzsätze

Zuerst wollen wir uns an die punktweise und gleichmäßige Kovergenz aus MfP2 erinnern.

Definition 3.15: Gleichmäßige Konvergenz

Sind (X, d_X) und (Y, d_Y) metrische Räume und $(f_n : X \to Y)_{n \in \mathbb{N}}$ eine Folge von Abbildungen.

Wir sagen, dass f genau dann **gleichmäßig** gegen eine Grenzfunktion f **konvergiert**, wenn es für alle $\epsilon > 0$ ein $N = N(\epsilon) \in \mathbb{N}$ gibt, sodass

$$d_Y(f_n(x), f(x)) < \epsilon \quad \forall n \ge N \land \forall x \in X.$$

Definition 3.16: Punktweise Konvergenz

Eine Folge (f_n) von Abbildungen **konvergiert punktweise** gegen eine Abbildung f, falls $\lim_{n\to\infty} f_n(x) = f(x) \, \forall x \in X$.

Beispiel 3.13: Gleichmäßige Konvergenz

Wir betrachten die Funktionenfolge

$$f_n(x) = \sqrt{|x|^2 + \frac{1}{n^2}}$$
 $x \in \mathbb{R}$.

Konvergiert diese Folge gleichmäßig gegen eine Grenzfunktion, sagen wir f(x) = |x|? In weiser Voraussicht und um die weitere Rechnung plausibel zu machen, schauen wir uns zunächst die folgende Ungleichung an:

$$\sqrt{a+b} \le \sqrt{a+b+2\sqrt{ab}} = \sqrt{(\sqrt{a}+\sqrt{b})^2} = \sqrt{a}+\sqrt{b}.$$

Damit können wir nun recht schnell nachprüfen:

 $\forall \epsilon > 0 \,\exists N \in \mathbb{N} \,\forall x \in D_f \,\forall n \geq N :$

$$|f_n(x) - f(x)| = \left|\sqrt{|x|^2 + \frac{1}{n^2}} - |x|\right| \le \left||x| + \frac{1}{n} - |x|\right| = \frac{1}{n} \le \frac{1}{N} < \epsilon$$

Das Kriterium ist also erfüllt und die Funktion damit gleichmäßig konvergent (und daher auch automatisch punktweise konvergent), da wir die x-Abhängigkeit in der Abschätzung losgeworden sind.

Ebenso ein Beispiel, um uns auf die Quotientenvektorräume aus MfP2 zu erinnern.

Beispiel 3.14: Quotientenvektorraum

Sei $V=\mathbb{R}^4$ und $U=span\{(1,1,0,0)^T,(0,1,-1,0)^T\}\subseteq V$ ein Untervektorraum. Wir

sollen zeigen, dass im Quotientenvektorraum U/V gilt

$$\begin{bmatrix} \begin{pmatrix} 1 \\ 0 \\ 1 \\ 2 \end{pmatrix} \end{bmatrix} = \begin{bmatrix} \begin{pmatrix} 3 \\ 1 \\ 2 \\ 2 \end{pmatrix} \end{bmatrix} \text{ und } \begin{bmatrix} \begin{pmatrix} 1 \\ 0 \\ 1 \\ 0 \end{pmatrix} \end{bmatrix} \neq \begin{bmatrix} \begin{pmatrix} 1 \\ 0 \\ 0 \\ 0 \end{bmatrix} \end{bmatrix}$$

Dabei bezeichnet [v] die Äquvialenzklasse von v von V/U.

Ein Quotientenvektorraum besteht aus allen Vektoren $a, b \in V$ für die gilt $a + b \in U$.

$$\begin{pmatrix} 1 \\ 0 \\ 1 \\ 2 \end{pmatrix} + \begin{pmatrix} 3 \\ 1 \\ 2 \\ 2 \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} 4 \\ 1 \\ 3 \\ 0 \end{pmatrix}$$

Wir können nun den Vektor $\begin{pmatrix} 4\\1\\3\\0 \end{pmatrix}$ mit den Basisvektoren von U darstellen

$$\begin{pmatrix} 4\\1\\3\\0 \end{pmatrix} = a \begin{pmatrix} 1\\1\\0\\0 \end{pmatrix} + b \begin{pmatrix} 0\\1\\-1\\0 \end{pmatrix}$$

Wenn wir a=4 und b=1 setzen, dann wird das Ungleichungssystem gelöst. Also stimmt die erste Äquivalenzklasse. Nun gucken wir uns das für die anderen zwei Vektoren an

$$\begin{pmatrix} 1 \\ 0 \\ 1 \\ 0 \end{pmatrix} + \begin{pmatrix} 1 \\ 0 \\ 0 \\ 0 \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} 2 \\ 0 \\ 1 \\ 0 \end{pmatrix}, \begin{pmatrix} 2 \\ 0 \\ 1 \\ 0 \end{pmatrix} = a \begin{pmatrix} 1 \\ 1 \\ 0 \\ 0 \end{pmatrix} + b \begin{pmatrix} 0 \\ 1 \\ -1 \\ 0 \end{pmatrix}$$

Und wir merken schon, dass es keine a und b gibt, sodass das Gleichungssystem gelöst werden kann, daher gehören die letzten zwei Vektoren nicht zu der Äquvivalenzklasse.

Nun kommen wir zu sehr wichtigen Sätzen.

Theorem 3.8: Satz von Riesz-Fischer

Vorausgesetzt f_k ist eine \mathcal{L}^1 -Cauchy-Folge integrierbarer Funktionen, dann

- existiert $f \in \mathcal{L}^1(\mathbb{R}^n)$ mit $\lim_{k \to \infty} f_k = f$ mit $\int f dx = \lim_{k \to \infty} \int f_k dx$ und
- (f_k) konvergiert punktweise gegen f.

Somit ist $\mathcal{L}^1(\mathbb{R}^n)$ ein Banachraum. Die **Vertauschbarkeit** von Integral und Limes folgt grob aus der Konvergenz bzgl. der \mathcal{L}^1 -Halbnorm.

Beachtet, dass der \mathcal{L}^1 - Grenzwert nicht eindeutig ist, aber es kann sein, dass sich die Grenzwerte nur auf eine Nullmenge unterscheiden.

Satz 3.9: Satz von Beppo-Levi von der monotonen Konvergenz

Voraussetzungen:

- $f_k: \mathbb{R}^n \to \mathbb{R} \cup \{\infty\}$ ist monoton wachsende/fallende Folge integrierbarer Funktionen
- f_k konvergiere punktweise gegen $f(x) = \lim_{k \to \infty} f_k(x)$
- Die Folge $\int f_k dx$ der Integrale ist beschränkt.

Dann folgt, dass f integrierbar ist und dass $\lim_{k\to\infty} \int f_k dx = \int f dx$

Satz 3.10: Satz von Lebesgue von der majorisitierten Konvergenz

Voraussetzungen:

- $f_k: \mathbb{R}^n \to \mathbb{C} \cup \{\infty\}$ ist eine Folge integrierbaren Funktionen
- f_k konvergiert fast überall punktweise gegen eine Funktion f
- Es gibt eine integrierbare Majorante F mit $|f_k| \leq F$ für $\forall k$.

Dann folgt, dass f integrierbar ist und dass $\lim_{k\to\infty} \int f_k dx = \int f dx$

Beispiel 3.15: Satz von integrierbaren Majoranten angewandt

Wir betrachten die Funktion

$$\delta_n(x) = \begin{cases} xn^2 & 0 \le x < \frac{1}{n} \\ 2n - xn^2 & \frac{1}{n} \le x \le \frac{2}{n} \\ 0 & \text{sonst} \end{cases}$$

Die Funktionenfolge ist unbeschränkt wie wir gesehen haben, da

$$\max_{x \in \mathbb{R}} \delta_n(x) = n$$

Es gibt also keine integrierbare Majorante und somit ist nicht sichergestellt, dass Integral und Limes vertauschen zu können. Tatsächlich gilt:

$$\lim_{n \to \infty} \int_{\mathbb{R}} \delta_n(x) dx = 1 \text{ und } \int_{\mathbb{R}} \delta(x) dx = 0$$

Beispiel 3.16: Und noch ein Beispiel

Wir betrachten das Integral

$$\lim_{n\to\infty} \int_0^\infty (1+\frac{x}{n})^n \cos(\frac{x}{n}) e^{-2x} dx$$

Die Funktionenfolge, die wir dafür untersuchen müssen, ist

$$f_n(x) = (1 + \frac{x}{n})^2 n \cos(\frac{x}{n}) e^{-2x}$$

Aus MfP1 wissen wir, dass

$$(1+\frac{x}{n})^n$$
 wächst monoton, $\lim_{n\to\infty}(1+\frac{x}{n})^n=e^x$

wir gehen nun schrittweise vor:

1. $f_n(x)$ ist eine Folge integrierbarer Funktionen, denn

- $f_n(x)$ ist steig und daher lokal-integrierbar über die σ -kompakte Menge $(0, \infty)$.
- $f_n(x)$ hat die über $(0, \infty)$ integrierbare Majorante

$$|(1+\frac{x}{n})^n\cos(\frac{x}{n})e^{-2x}| < e^xe^{-2x} = e^{-x}$$

denn

$$\int_0^\infty e^{-x} = 1$$

- $f_n(x)$ ist damit auch über $(0, \infty)$ integrierbar.
- 2. $f_n(x)$ konvergiert fast überall punktweise Es gilt

$$\lim_{n \to \infty} (1 + \frac{x}{n})^n \cos(\frac{x}{n}) e^{-2x}$$

$$= e^{-2x} \lim_{n \to \infty} (1 + \frac{x}{n})^n \cdot \lim_{n \to \infty} \cos(\frac{x}{n})$$

$$= e^{-2x} \cdot e^x = e^{-x}$$

Die Grenzfunktion ist also $f(x) = e^{-x}$.

3. $f_n(x)$ hat eine integrierbare Majorante Die haben wir mit $f(x) = e^{-x}$ schon gefunden.

Nun können wir den Satz von Lebesgue von der majorisierten Konvergenz anwenden und Integral und Limes vertauschen:

$$\lim_{n \to \infty} \int_0^\infty (1 + \frac{x}{n})^n \cos(\frac{x}{n}) e^{-2x} dx = \int_0^\infty e^{-x} = 1$$

3.5 Parameterabhängige Integrale

Die Vertauschbarkeit von Integral und Limes führt zu weiteren, sehr praktischen Sätzen.

Satz 3.11: Verallgemeineter Hauptsatz der Differential- und Integralrechnung

Voraussetzungen:

- f ist differenzierbar auf dem kompakten Intervall $[x_0, x]$.
- Die Ableitung von f ist beschränkt.

Daraus folgt, dass f' Lebesgue-integrierbar ist über $[x_0, x]$ und dass

$$f(x) - f(x_0) = \int_{[x_0, x]} f'(t)dt$$

Satz 3.12: Stetigkeitssatz

Voraussetzungen:

- Sei X ein metrischer Raum und $T \subseteq \mathbb{R}^p$
- $f: X \times T \to \mathbb{C}, (x,t) \longmapsto f(x,t)$ ist für feste x über T integrierbar
- Für feste t ist die Funktion $x \mapsto f(x,t)$ stetig
- Es gibt eine integrierbare Majorante $\Phi: T \to \mathbb{R}$, sodass $|f(x,t)| \leq \Phi(t)$ für $\forall (x,t) \in$

Daraus folgt, dass $F(x) = \int_T f(x,t)dt$ auf X stetig ist.

Satz 3.13: Differentiationssatz

Seien $X \subseteq \mathbb{R}^n$ und $T \subseteq \mathbb{R}^p$. Sind die folgende Voraussetzungen erfüllt:

- f(x,t) ist für feste x über T integrierbar
- Für feste t ist die Funktion $x \mapsto f(x,t)$ stetig differenzierbar
- Es gibt eine intergierbare Majorante $\Phi: T \to \mathbb{R}$ mit

$$\left|\frac{\partial f}{\partial x_i}(x,t)\right| \le \Phi(t) \text{ für } \forall (x,t) \in X \times T \text{ für } i=1,...,n$$

Dann folgt daraus, dass

- $F(x) = \int_T f(x,t)dt$ ist stetig differenzierbar und es gilt $\frac{\partial}{\partial x_\mu} \int_T f(x,t)dt = \int_T \frac{\partial}{\partial x_\mu} (x,t)dt$.

Beispiel 3.17: Altklausuraufgabe mit dem Differentiationssatz

Zeigen Sie, dass die Funktion $h:(0,\infty)\to\mathbb{R}$,

$$h(x) = \int_0^\infty \frac{e^{-xy\sin(y)}}{y} dy$$

differenzierbar ist und berechnen Sie die Ableitung $h'(1) \in \mathbb{R}$.

Schritt 1 (zeigt die Integrierbarkeit von h über y):

- $(0, \infty)$ ist σ -kompakt.
- h(x) ist stetig und daher lokal integrierbar.
- Nach dem Majorantenkriterium finden wir eine integrierbare Majorante h(y). Aus dem Mittelwertsatz folgt

$$\exists \xi \in (0, y) : \frac{\sin(y) - \sin(0)}{y - 0} = \sin'(\xi) = \cos(\xi) \iff \left| \frac{\sin(y)}{y} \right| = |\cos(\xi)| \le 1$$
$$\left| \frac{e^{-xy} \sin(y)}{y} \right| = e^{-xy} \left| \frac{\sin(y)}{y} \right| \le e^{-xy} = F(y)$$

Schritt 2 (wir überspringen es, weil h(x) offensichtlich nach x diffbar ist):

Schritt 3 (finden von einer integrierbaren Majorante $\Phi(y)$):

Wir beschränken uns auf das Intervall $(\frac{x_0}{2}, \infty)$ um die Majorante zu finden:

$$|\frac{\partial}{\partial x}(e^{-xy}\frac{\sin(y)}{y})| = e^{-xy}|\sin(y)| \le e^{-xy}$$
Die Majorante darf nicht von x abhängen!
$$|\frac{\partial}{\partial x}(e^{-xy}\frac{\sin(y)}{y})| = e^{-xy}|\sin(y)| \le e^{-xy}$$

Nach dem Differentationssatz ist h(x) differenzierbar.

$$h'(1) = \frac{\partial}{\partial x} \int_0^\infty \frac{e^{-xy} \sin(y)}{y} dy|_{x=1} = \int_0^\infty \frac{\partial}{\partial x} \frac{e^{-xy} \sin(y)}{y} dy|_{x=1}$$
$$= -\int_0^\infty e^{-xy} \sin(y) dy|_{x=1} = -\int_0^\infty e^{-y} \sin(y) dy =$$
$$= \frac{1}{2} e^{-y} (\sin(y) + \cos(y))|_0^\infty = -\frac{1}{2}$$

Aus all diesen Sätzen kommt nun der Höhepunkt der Integrationstheorie. Die folgenden zwei Sätze sind von enormer bedeutung in der Physik, also merkt sie euch.

Satz 3.14: Satz von Tonelli

Vorausgesetzt $f: \mathbb{R}^p \times \mathbb{R}^q \to \mathbb{C}$ ist fast überall stetig oder lokal integrierbar. Dann gilt die folgende Äquivalenz

$$\int_{\mathbb{R}^q} (\int_{\mathbb{R}^p} |f(x,y)| dx) dy \quad \text{oder} \quad \int_{\mathbb{R}^p} (\int_{\mathbb{R}^q} |f(x,y)| dy) dx \text{ existient}$$

$$\iff f \text{ ist ""uber } \mathbb{R}^p \times \mathbb{R}^q \text{ integrierbar}$$

Satz 3.15: Transformationssatz

Seien $B, D \in \mathbb{R}^n$ offen und $\psi : B \to D$ ein Diffeomorphismus. Eine Funktion $f : D \to \mathbb{R}$ ist genau dann über D integrierbar, wenn $f(\psi(x)) \cdot |\det(d\psi)|$ über B integrierbar ist, und es gilt:

$$\int_{D} f(x)dx = \int_{B} f(\psi(y)) \cdot |\det(d\psi(y))| dy$$

Zur Erinnerung die definition der allgemeinen linearen Gruppe:

$$GL(n, \mathbb{R}) = \{ A \in \operatorname{Mat}(n, \mathbb{R}) | \det(A) \neq 0 \}$$

Außerdem nicht vergessen, dass der Betrag der Determinante einer Matrix das gerichtete Volumen eines Parallelepipeds darstellt.

Beispiel 3.18: Präsenzaufgabe 1 aus dem Übungsblatt 7

Wir mussten, für a, b > 0, den Flächeninhalt einer Ellipse mit dem Transformationssatz bestimmen.

$$E = \{(x,y) | \frac{x^2}{a^2} + \frac{y^2}{b^2} \le 1\}$$

Da die Kugel als $B_1(0) = \{(x,y)|x^2 + y^2 \le 1\}$ definiert ist, ist es sinnvoll die Abbildung $\psi(x,y) = (\frac{x}{a}, \frac{y}{b})$ zu wählen (dies ist auch ein Diffeomorphismus).

$$d\psi(x,y) = \begin{pmatrix} \frac{1}{a} & 0\\ 0 & \frac{1}{b} \end{pmatrix}$$

$$\det(d\psi(x,y)) = \frac{1}{ab}$$

Wir wissen, dass $v(B_1(0)) = \int_{B_1(0)} 1 dx = \pi$ also können wir die Gleichung aufstellen:

$$\int_{B_1(0)} 1 dx = \int_E \frac{1}{ab} \cdot 1 dy$$

$$\int_{B_1(0)} 1 dx = \frac{1}{ab} \int_E 1 dy$$

$$\int_{E} 1dy = ab\pi$$

Beispiel 3.19: Bestimmung eines uneigentlichen 3D-Integrals

Der Wert des Integrals

$$\int_{-\infty}^{\infty} e^{-x^2} dx$$

soll mithilfe einer Transformation auf Polarkoordinaten bestimmt werden.

Problemanalyse und Strategie: Die Funktion e^{-x^2} ist zwar integrierbar, es ist jedoch nicht möglich, ihre Stammfunktion durch die uns bekannten Funktionen in einer expliziten Formel auszudrücken. Mittels einer Darstellung durch ein Gebietsintegral und der Verwendung von Polarkoordinaten kann aber der Wert des oben angegebenen Integrals bestimmt werden.

Lösung: Die Grundidee ist das Quadrat des Integrals zu betrachten. Dieses lässt sich als ein iteriertes Integral und damit als ein Gebietsintegral über den \mathbb{R}^2 schreiben,

$$\left(\int_{-\infty}^{\infty} e^{-x^2} dx\right)^2 = \int_{-\infty}^{\infty} e^{-x^2} dx \int_{-\infty}^{\infty} e^{-y^2} dy$$
$$= \int_{\mathbb{R}^2} e^{-(x^2 + y^2)} d(x, y).$$

Es bietet sich nun an, diese Gebietsintegral über eine Transformation auf Polarkoordinaten zu berechnen. Dazu setzen wir

$$B = \{ (r, \varphi) \mid r > 0, \varphi \in (-\pi, \pi) \}$$

und erhalten

$$\int_{\mathbb{R}^2} e^{-(x^2+y^2)} d(x, y) = \int_B r e^{-r^2} d(r, \varphi).$$

Durch die Transformation ist der zusätzliche Faktor r ins Spiel gekommen. Er bewirkt, dass wir das Integral nun leicht als iteriertes Integral bestimmen können,

$$\int_{B} r e^{-r^2} d(r, \varphi) = \int_{0}^{\infty} \int_{-\pi}^{\pi} r e^{-r^2} d\varphi dr$$
$$= 2\pi \int_{0}^{\infty} r e^{-r^2} dr$$
$$= 2\pi \left[-\frac{1}{2} e^{-r^2} \right]_{0}^{\infty} = \pi.$$

Somit folgt

$$\int_{-\infty}^{\infty} e^{-x^2} dx = \sqrt{\pi}.$$

Kommentar Dies ist nur eine von vielen Möglichkeiten zur Bestimmung des Werts dieses Integrals. Anwendung findet das Integral in der Wahrscheinlichkeitstheorie im Zusammenhang mit der Normalverteilung (siehe Abschn. 39.3).

Beispiel 3.20: Transformationssatz im Einsatz

Das Integral

$$\int_{D} \sqrt{x_1} x_2 dx$$

mit

$$D = \{x \in \mathbb{R}^2 | x_1, x_2 > 0, \sqrt{x_1} < x_2 < 2\sqrt{x_1}, \frac{1}{x_1} < x_2 < \frac{2}{x_1} \}$$

soll berechnet werden. Das Gebiet D ist auf dem Bild zu sehen.

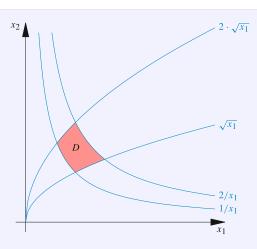


Abb. 25.18 Das Gebiet D aus dem Beispiel wird durch die vier Kurven $x_2=\sqrt{x_1}, x_2=2\sqrt{x_1}, x_2=1/x_1$ und $x_2=2/x_1$ begrenzt

Um eine geeignete Transformation zu finden, betrachten wir die Bedingungen in der Definition von D genauer. Sie lassen sich umschreiben zu

$$1 < \frac{x_2}{\sqrt{x_1}} < 2 \text{ und } 1 < x_1 x_2 < 2$$

Es liegt daher nahe, als neue Koordinaten $u_1 = x_1x_2$ und $u_2 = \frac{x_2}{\sqrt{x_1}}$ zu wählen. Umgekehrt hat man dann

$$x = \psi(u) = \begin{pmatrix} u_1^{\frac{2}{3}} & u_2^{-\frac{2}{3}} \\ u_1^{\frac{1}{3}} & u_2^{\frac{2}{3}} \\ u_1^{\frac{1}{3}} & u_2^{\frac{2}{3}} \end{pmatrix}, \ 1 < u_1, u_2 < 2.$$

Da man die Darstellung von u durch x und umgekehrt äquivalent in einander umformen kann, ist diese Transformation bijektiv. Als Funktionaldeterminante ergibt sich

$$\det \psi'(u) = \det \begin{pmatrix} \frac{2}{3}u_1^{-\frac{1}{3}}u_2^{-\frac{2}{3}} & -\frac{2}{3}u_1^{\frac{2}{3}}u_2^{-\frac{5}{3}} \\ \frac{1}{3}u_1^{-\frac{2}{3}}u_2^{\frac{2}{3}} & \frac{2}{3}u_1^{\frac{1}{3}}u_2^{-\frac{1}{3}} \end{pmatrix} = \frac{4}{9}u_2^{-1} + \frac{2}{9}u_2^{-1} = \frac{2}{3u_2}$$

Die Determinante ist daher stets positiv. Wir können nun die Transformationsformel anwenden und erhalten mit $B = (1, 2) \times (1, 2)$.

$$\int_{D} \sqrt{x_{1}} x_{2} dx = \int_{B} u_{1}^{\frac{1}{3}} u_{2}^{-\frac{1}{3}} u_{1}^{\frac{1}{3}} u_{2}^{\frac{2}{3}} \frac{2}{3u_{2}} du$$

$$= \frac{2}{3} \int_{1}^{2} \int_{1}^{2} u_{1}^{\frac{2}{3}} u_{2}^{-\frac{2}{3}} du_{1} du_{2}$$

$$= \frac{2}{5} (\sqrt[3]{32} - 1) \int_{1}^{2} u_{2}^{-\frac{2}{3}} du_{2} = \frac{6}{5} (\sqrt[3]{32} - 1) (\sqrt[3]{2} - 1)$$

$$= \frac{6}{5} (5 - \sqrt[3]{32} - \sqrt[3]{2})$$

3.6 Exkurs: Wichtige Koordinatensysteme

Dieses Thema ist euch allen schon aus der Physik 2 bekannt und könnt es überspringen, aber guck euch die Beispiele zur Erinnerung vor der Klausur nochmal an.

Für das Polarkoordinatensystem gelten die folgenden Gleichungen:

$$x_1 = r\cos(\varphi)$$

$$x_2 = r\sin(\varphi)$$

$$\Phi(r, \varphi) = \begin{pmatrix} r\cos(\varphi) \\ r\sin(\varphi) \end{pmatrix}$$

Definition 3.17: Integration mit Polarkoordinaten

Ist $D \subseteq \mathbb{R}^2$, $f \in L(D)$ und B die Beschreibung von D durch Polarkoordinaten, so gilt

$$\int_{D} f(x_1, x_2) d(x_1, x_2) = \int_{B} f(r \cos(\varphi), r \sin(\varphi)) r d(r, \varphi)$$

Beispiel 3.21: Integration mit Polarkoordinaten

Berechnen wir das Integral

$$\int_D x(x^2 + y)d(x, y)$$

mit $D=\{x\in\mathbb{R}^2|x>0,1< x^2+y^2<4\}$. Wir wollen dies mit Polarkoordinaten ausrechnen. Wir drücken D aus durch

$$D = \{(r\cos(\varphi), r\sin(\varphi))^T \in \mathbb{R}^2 | -\frac{\pi}{2} < \varphi < \frac{\pi}{2}, 1 < r < 2\}$$

Das Gebiet B aus dem Transformationssatz ist also genau das Rechteck

$$B = \{ (r, \varphi) \in \mathbb{R}^2 | -\frac{\pi}{2} < \varphi < \frac{\pi}{2}, 1 < r < 2 \}$$

Damit ergibt sich:

$$\int_{D} x(x^{2} + y)d(x, y) = \int_{B} (r^{3} \cos^{3}(\varphi) + r^{2} \cos(\varphi) \sin(\varphi))rd(r, \varphi)$$

$$= \int_{1}^{2} \int_{-\frac{\pi}{2}}^{\frac{\pi}{2}} (r^{4} \cos^{3}(\varphi) + r^{3} \cos(\varphi) \sin(\varphi))d\varphi dr$$

$$= \int_{1}^{2} \left[\frac{r^{4}}{3} \sin(\varphi) \cos^{2}(\varphi) + \frac{2r^{4}}{3} \sin(\varphi) + \frac{r^{3}}{2} \sin^{2}(\varphi)_{-\frac{\pi}{2}}\right]^{\frac{\pi}{2}} dr$$

$$= \int_{1}^{2} \frac{4}{3} r^{4} dr = \left[\frac{4}{15} r^{5}\right]_{1}^{2} = \frac{124}{15}$$

Für das **Zylinderkoordinatensystem** gelten die folgenden Gleichungen:

$$x_1 = \rho \cos(\varphi)$$
$$x_2 = \rho \sin(\varphi)$$
$$x_3 = z$$

$$\Phi(\rho, \varphi, z) = \begin{pmatrix} \rho \cos(\varphi) \\ \rho \sin(\varphi) \\ z \end{pmatrix}$$

Definition 3.18: Integration mit Zylinderkoordinaten

$$\int_D f(x_1, x_2, x_3) d(x_1, x_2, x_3) = \int_B f(\rho \cos(\varphi), \rho \sin(\varphi), z) \rho d(\rho, \varphi, z)$$

Beispiel 3.22: Integration mit Zylinderkoordinaten

Bestimmen wir nochmal das Volumen eines Kegels, aber diesmal mit Zylinderkoordinaten.

$$K = \{ (\rho \cos(\varphi), \rho \sin(\varphi), z)^T | 0 < z < h, 0 < \rho < R(1 - \frac{z}{h}), -\pi < \varphi < \pi \}$$

Die Menge der Trupel (ρ, φ, z) , die einen Punkt in K in Zylinderkoordinaten darstellen, nennen wir B. Damit ergibt sich

$$v_n(K) = \int_K 1 dx = \int_B \rho d(\rho, \varphi, z)$$

$$= \int_0^h \int_0^{R(1 - \frac{z}{h})} \int_{-\pi}^{\pi} \rho d\varphi d\rho dz$$

$$= 2\pi \int_0^h \frac{R^2}{2} (1 - \frac{z}{h})^2 dz = \pi R^2 [-\frac{h}{3} (1 - \frac{z}{h})^3]_0^h$$

$$= \frac{1}{3} \pi R^2 h$$

Zum guten Letzt gelten für das Kugelkoordinatensystem die folgenden Gleichungen:

$$x_1 = r\cos(\varphi)\sin(\theta)$$

$$x_2 = r\sin(\varphi)\sin(\theta)$$

$$x_3 = z\cos(\theta)$$

$$\Phi(r, \varphi, \theta) = \begin{pmatrix} r\cos(\varphi)\sin(\theta) \\ r\sin(\varphi)\sin(\theta) \\ r\cos(\theta) \end{pmatrix}$$

Definition 3.19: Integration mit Kugelkoordinaten

Ist $D \subseteq \mathbb{R}^3$, $f \in L(D)$ und B die Beschreibung von D durch Polarkoordinaten, so gilt $\int_D f(x_1, x_2, x_3) d(x_1, x_2, x_3) = \int_B f(r\cos(\varphi)\sin(\theta), r\sin(\varphi)\sin(\theta), r\cos(\theta)) r^2 \sin(\theta) d(r, \varphi, \theta)$

Beispiel 3.23: Integration mit Kugelkoordinaten

Bestimmen wir das Volumen einer Kugel.

$$K = \{x \in \mathbb{R}^3 | x^2 + y^2 + z^2 \le \mathbb{R}^2 \}$$

$$= \{ r(\cos(\varphi)\sin(\theta), \sin(\varphi)\sin(\theta), \cos(\theta))^T \in \mathbb{R}^3 | (r, \varphi, \theta)^T \in B \}$$

mit dem Quader

$$B = (0, R) \times (-\pi, \pi) \times (0, \pi)$$

Das Volumen der Kugel ergibt sich dann als

$$v_n(K) = \int_K 1 dx = \int_B r^2 \sin(\theta) d(r, \varphi, \theta)$$
$$= \int_0^R \int_{-\pi}^{\pi} \int_0^{\pi} r^2 \sin(\theta) d\theta d\varphi dr$$
$$= 2\pi \int_0^R r^2 (\cos(0) - \cos(\pi)) dr$$
$$= 4\pi \left[\frac{1}{3}r^3\right]_0^R = \frac{4}{3}\pi R^3$$

4 Tensorprodukt

Das Tensorprodukt verknüpft auf charakteristische Weise zwei Vektorräume miteinander. Die Definitionen mögen sehr trocken wirken, also wäre meine Empfehlung sich zuerst die Beispiele anzugucken und dann die Theorie anzupacken.

4.1 Mathematisches Tensorprodukt

Definition 4.1: Tensorprodukt

Zunächst erweitern wir den Begriff der Billinearform. Statt

$$\alpha: V \times W \to \mathbb{K}$$

gilt nun:

$$\alpha: V \times W \to X$$

wobei X ein Vektorraum ist.

Das **Tensorprodukt** kann man sich einfach als eine neue Verknüpfung zwischen Vektorräumen vorstellen. Sie ist definiert über die universelle Eigenschaft:

$$V \times W \xrightarrow{\kappa} V \otimes W$$

$$\uparrow \exists ! \phi_{\alpha}$$

$$\downarrow X$$

wobei $V \otimes W$ der Tensorproduktraum ist. Diese Definition hat folgende Vorteile:

- 1. Jeder bilinearen Abbildung α kann genau eine Lineare Abbildung Φ_{α} zugeordent werden.
- 2. Der Tensorproduktraum ist bis auf Isomorphie eindeutig. Seien nämlich zwei Räume $V\otimes W$ und $V\tilde{\otimes}W$ gegeben, dann gilt für $X=V\tilde{\otimes}W$:

$$V \otimes W$$

$$V \times W \xrightarrow{\tilde{\kappa}} V \otimes W$$

$$V \otimes W$$

$$V \otimes W$$

$$V \otimes W$$

und damit

$$\Phi_{\kappa} \circ \Phi_{\tilde{\kappa}} = Id_{V \tilde{\otimes} W} \quad \Phi_{\tilde{\kappa}} \circ \Phi_{\kappa} = Id_{V \otimes W}$$

Die Abbildungen Φ_{κ} , $\Phi_{\tilde{\kappa}}$ sind also gegenseitige Umkehrabbildungen und damit Bijektiv!

3. Das Tensorprodukt existiert! Seien dazu V und W Vektorräume mit den Basen b_i

und b_i und:

$$\mathcal{V}(V \times W) = \{T : V \times W \to \mathbb{K}, T \neq 0\}$$

Eine Basis von $\mathcal{V}(V \times W)$ ist dann gegeben durch:

$$\delta_{(b_i,b_j)}(V,W) = \begin{cases} 1 & \text{wenn } v = b_i \text{ und } w = b_j \\ 0 & \text{sonst} \end{cases}$$

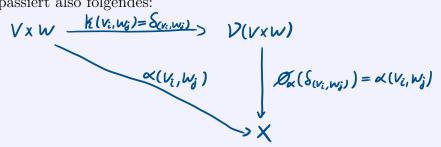
Wir schreiben nun:

$$\alpha(V, W) = \alpha(\sum_{i} \lambda_{i} b^{i}, \sum_{j} \mu_{j} b^{j}) = \sum_{i,j} T_{ij} \alpha(b^{i}, b^{j})$$

$$\kappa(V, W) = \kappa(\sum_{i} \lambda_{i} b^{i}, \sum_{j} \mu_{j} b^{j}) = \sum_{i,j} T_{ij} \delta_{(b^{i}, b^{j})}$$

$$\Phi_{\alpha}(T) = \Phi_{\alpha}(\sum_{i,j} T_{ij} \delta_{(b^{i}, b^{j})}) = \sum_{i,j} T_{ij} \alpha(b^{i}, b^{j})$$

Bildlich passiert also folgendes:



Diese Definitionen erfüllen alle benötigten Eigenschaften. Allegemin schreibt man:

$$\kappa(b^i, b^{,j}) = b^i \otimes b^{,j}$$

Regeln 4.1: Eigenschaften des Tensorprodukts

1. Für endlichdimensionale Vektorräume gilt

$$dim_{\mathbb{K}}V \otimes W = dim_{\mathbb{K}}V \cdot dim_{\mathbb{K}}W$$

2. Sind V, W Hilberträume, lässt sich das Skalarprodukt erweitern:

$$\langle v \otimes w, v' \otimes w' \rangle = \langle v, v' \rangle \cdot \langle w, w' \rangle \quad \forall v, v' \in V \quad w, w' \in W$$

3. Es sei

$$\alpha: V \to V' \quad \beta: W \to W' \quad \alpha \otimes \beta: V \otimes W \to V' \otimes W'$$

dann gilt:

$$(\alpha \otimes \beta)(V \otimes W) = \alpha(V) \otimes \beta(W)$$

4. Das Tensorprodukt ist bilinear:

$$(\lambda_1 \Phi_1 + \lambda_2 \Phi_2) \otimes \Psi = \lambda_1 \Phi_1 \otimes \Psi + \lambda_2 \Phi_2 \otimes \Psi$$

$$\Phi \otimes (\lambda_1 \Psi_1 + \lambda_2 \Psi_2) = \lambda_1 \Phi \otimes \Psi_1 + \lambda_2 \Phi \otimes \Psi_2$$

5. Elemente der Form

$$V \otimes W = \kappa(V, W)$$

heißen Tensorprodukte oder reine Tensoren. Es gibt aber auch Elemente, die die Eigenschaft nicht erfüllen, wie zum Beispiel:

$$b^1 \otimes b^{,1} + b^2 \otimes b^{,2}$$

Definition 4.2: Transformation von Tensoren

Wir betrachten die Vektorräume V, V' mit Basen e_i und e'_i sowie W, W' mit Basen f_i, f'_i . Für lineare Abbildungen Φ und Ψ gilt:

$$\Phi(e_i) = \sum_k a_i^k e_k' \quad \Psi(f_i) = \sum_l a_e^k e_k'$$

und daraus folgt:

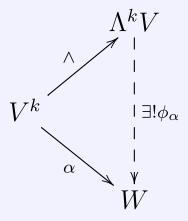
$$(\Phi \otimes \Psi)(x^{ij}e_i \otimes f_j) = x^{ij}a_i^k b_i^l e_k' \otimes f_l'$$

obere Indizes werden kovariant transformiert

$$x^{ij} \mapsto x^{ij} a_i^k b_j^l$$

Definition 4.3: k-fache äußere Produkt

Das k-fache äußere Produkt (Dachprodukt) eines \mathbb{K} -Vektorraums V ist ein Vektorraum $\Lambda^k(V)$, zusammen mit einer k-multilinearen alternierenden Abbildung $\Lambda: V \times \cdots \times V \to \Lambda^k V$, so dass es für jede k-lineare alternierende Abbildung $\alpha: V^k \to W$ genau eine lineare Abbildung $\Phi_\alpha: \Lambda^k V \to W$ gibt, so dass das Diagramm.



kommutiert.

Besonders die letzte Definition ist sehr wichtig für spätere Kapitel.

Beispiel 4.1: Einfaches Tensorprodukt von <u>math3ma.com</u>

Seien $V\subseteq\mathbb{R}^3$ und $W\subseteq\mathbb{R}^2$ und wir suchen uns zwei Vektoren aus.

$$\vec{v} = \begin{pmatrix} 1\\2\\3 \end{pmatrix} \qquad \vec{w} = \begin{pmatrix} 4\\5 \end{pmatrix}$$

Wie können wir aus diesen zwei Vektoren einen neuen erstellen?

1. mit der Direkten Summe

$$\begin{pmatrix} 1 \\ 2 \\ 3 \end{pmatrix} \oplus \begin{pmatrix} 4 \\ 5 \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} 1 \\ 2 \\ 3 \\ 4 \\ 5 \end{pmatrix}$$

$$dim(\mathbb{R}^3 \oplus \mathbb{R}^2) = dim(\mathbb{R}^3) + dim(\mathbb{R}^2) = 5$$

2. mit dem Tensorprodukt

$$\begin{pmatrix} 1 \\ 2 \\ 3 \end{pmatrix} \otimes \begin{pmatrix} 4 \\ 5 \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} 1 \cdot 4 \\ 1 \cdot 5 \\ 2 \cdot 4 \\ 2 \cdot 5 \\ 3 \cdot 4 \\ 3 \cdot 5 \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} 4 \\ 5 \\ 8 \\ 10 \\ 12 \\ 15 \end{pmatrix}$$

$$dim(\mathbb{R}^3 \otimes \mathbb{R}^2) = dim(\mathbb{R}^3) \cdot dim(\mathbb{R}^2) = 6$$

Das Tensorprodukt ist wie eine erwachsene Version der Multiplikation. Die Basisvektoren von unseren Tensorprodukt sind auch Tensorprodukte der Basisvektoren der jeweiligen Vektorräumen

$$\begin{pmatrix} 4 \\ 5 \\ 8 \\ 10 \\ 12 \\ 15 \end{pmatrix} = 4(e_1 \otimes e_1) + 5(e_1 \otimes e_2) + 8(e_2 \otimes e_1) + 10(e_2 \otimes e_2) + 12(e_3 \otimes e_1) + 15(e_3 \otimes e_2)$$

Guckt euch gerne noch die Website an, weil math3ma Tensoren super erklärt.

Beispiel 4.2: Tensorprodukte in der Quantenmechanik

Der Spinzustand $|\chi\rangle$ lebt in Spinraum H_s und der Ortszustand $|\psi\rangle$ im Ortsraum H_r . Der Gesamtzustand lebt im Tensorproduktraum

$$|\psi\rangle\otimes|\chi\rangle\in H_r\otimes H_s$$

Auch Vielteilchenzustände sind Tensorprodukte von Einteilchenzuständen.

Beispiel 4.3: Nützliche Tensorwerkzeuge aus den Präsenzaufgaben

1. Jedes Element von $V \otimes W$ lässt sich schreiben als

$$v_1 \otimes w_1 + v_2 \otimes w_2$$
 mit $v_1, v_2 \in V$ und $w_1, w_2 \in W$

2. Ein **reiner Tensor** hat immer die Form

$$a \otimes b$$
 $a \in V$ und $b \in W$

3. Wie finden wir ein Element von $\mathbb{R}^3 \otimes \mathbb{R}^2$, dass nicht als ein reiner Tensor dargestellt werden kann?

Am besten wir stellen uns eine Matrix auf und versuchen dann so eine zu finden, deren Rang mindestens 2 ist

$$\begin{array}{c}
e_1 \\
e_2 \\
\end{array}
\left(\begin{array}{cccc}
e_1 & e_2 & e_3 \\
\hline
\begin{pmatrix}
1 & 0 & 0 \\
0 & 1 & 0
\end{pmatrix}\right)$$

Und tatsächlich haben wir hier schon so eine Matrix gefunden und unser Tensor ist

$$e_1 \otimes e_1 + e_2 \otimes e_2$$

4. Zeige, dass $x \in V \otimes V$ ungleich Null ist:

$$x = \begin{pmatrix} 3 \\ 0 \end{pmatrix} \otimes \begin{pmatrix} 2 \\ 3 \end{pmatrix} + \begin{pmatrix} 0 \\ 9 \\ 0 \end{pmatrix} \otimes \begin{pmatrix} 1 \\ 0 \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} 6 \\ 9 \\ 0 \\ 0 \end{pmatrix} + \begin{pmatrix} 0 \\ 0 \\ 9 \\ 0 \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} 6 \\ 9 \\ 9 \\ 0 \end{pmatrix} \neq 0$$

5. Sei $y \in \Lambda^2 V$. Zeige, dass y = 0:

$$y = \begin{pmatrix} 3 \\ 0 \end{pmatrix} \land \begin{pmatrix} 2 \\ 3 \end{pmatrix} + \begin{pmatrix} 0 \\ 9 \end{pmatrix} \land \begin{pmatrix} 1 \\ 0 \end{pmatrix}$$

Hier ist vorerst die Definition des **2D-Dachproduktes** wichtig.

$$a \wedge b = \det \begin{pmatrix} a_1 & a_2 \\ b_1 & b_2 \end{pmatrix} = a_1 b_2 - a_2 b_1$$

$$y = 9 - 9 = 0$$

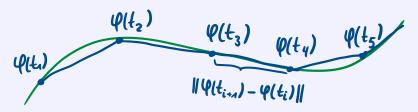
5 Höhere Analysis

Haben Teilmengen $A \subseteq \mathbb{R}^n$ eine kleinere Dimension k < n, dann verschwindet das Lebesgue-Maß. Allerdings kann man auch diesen Objekten sowas wie einen Flächeninhalt zuordnen. Voraussetzung dafür ist stets die Parametrisierbarkeit der Oberfläche, wir betrachten also Mannigfaltigkeiten. Der Trick it, dass man die Oberfläche A durch eine Parametrisierung $\varphi : \mathbb{R}^k \to A$ auf eine Menge $\varphi^{-1}(A)$ zurückführt, deren Lebesgue-Maß nicht verschwindet.

5.1 Integration über Mannigfaltigkeiten

Definition 5.1: Differenzierbare Kurven

Sei $\varphi : \mathbb{R} \to \mathbb{R}^2, t \mapsto \varphi(t)$ eine Kurve.



Die Länge der Kurve zwischen zwei Werten $t_1 < t_n$ kann approximiert werden durch

$$v_1(\varphi) = \sum_{i=1}^{n-1} ||\varphi(t_{i+1}) - \varphi(t))||$$

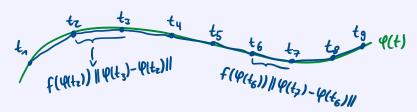
Schreibt man dies um, wählt gleich große Intervalle Δt und bildet den Grenzwert $\Delta t \to 0$, erhällt man:

$$v_1(\varphi) = \sum_{i=1}^{n-1} ||\frac{\varphi(t_i + \Delta t) - \varphi(t_i)}{\Delta t}||\Delta t \to \int_{t_1}^{t_n} ||\varphi'(t)||dt$$

Dies lässt sich auf beliebige Dimensionen verallgemeinern. wir haben also schonmal eine Formel gefunden, mit der wir die Fläche von eindimensionalen Untermannigfaltigkeiten ausrechnen können:

$$\int_{M} dS(x) = \int_{t_a}^{t_b} ||\varphi'(t)|| dt = \int_{t_a}^{t_b} \sqrt{\varphi_1(t)^2 + \dots + \varphi_n(t)^2} dt$$

Um also eine Funktion f(x) entlang eines Weges $\varphi(t)$ zu integrieren, muss jedes Teilstück mit einem Funktionswert gewichtet werden:



Daraus folgt das Linienintegral:

$$\int_{M} f(x)dS(x) \approx \sum_{i=1}^{n} f(\varphi(t_{i})) \frac{||\varphi(t_{i+1}) - \varphi(t_{i})||}{\Delta t} \Delta t = \int_{t_{1}}^{t_{n}} f(\varphi(t))||\varphi'(t)||dt$$

Für allgemeine Mannigfaltigkeiten gilt die Formel:

$$\int_{M} f(x)dS(x) = \int_{T} f(\varphi(t))\sqrt{g(t)}d^{k}t$$

wobei

$$g(t) = \det((\langle \partial_i \varphi(t), \partial_l \varphi(t) \rangle)_{1 \le i,l \le k})$$

die Gramsche Determinante ist.

Für eindimensionale Mannigfaltigkeiten gilt die nützliche Formel $g(t) = \langle \partial \varphi(t), \partial \varphi(t) \rangle = ||\varphi'(t)||^2$.

Definition 5.2: Gramsche Determinante

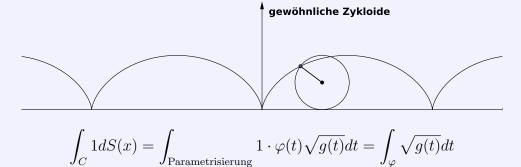
Die Gramsche Determinante ist die Determinante des Maßtensors

$$g_{ij}(t) = \langle \partial_i \varphi(t), \partial_j \varphi(t) \rangle \quad (1 \le i, j \le k)$$

wobei φ eine Karte (also eine homöomorphe Immersion) einer k-dimensionalen Untermannigfaltigkeit des \mathbb{R}^n ist.

Beispiel 5.1: Länge der Zykloide

Wir sollen die Länge $v_1(C)$ der Zykloide $C = \{(t - \sin(t), 1 - \cos(t)) | t \in [0, 2\pi]\}$ berechnen. Die Zykloide ist die Bahn, die ein bestimmter Kreispunkt beim Abrollen des Einheitskreises auf der x-Achse beschreibt.



$$v_1(C) = \int_0^{2\pi} \sqrt{g(t)} dt$$

Für die Parametrisierung wählen wir einfach $\varphi(t) = (t - \sin(t), 1 - \cos(t))$. Dann müssen wir $g(t) = ||\varphi'(t)||^2$ berechnen.

$$\varphi'(t) = (1 - \cos(t), \sin(t))$$

$$||\varphi'(t)|| = \sqrt{\langle \varphi', \varphi' \rangle} = \sqrt{(1 - \cos(t))^2 + \sin(t)} = \sqrt{1 - 2\cos(t) + \cos^2(t) + \sin^2(t)}$$

$$= \sqrt{2 - 2\cos(t)}$$

Nun können wir die Länge ausrechnen:

$$v_1(C) = \int_0^{2\pi} \sqrt{2(1-\cos(t))} dt = \int_0^{2\pi} \sqrt{1\sin^2(\frac{t}{2})} dt = 4[\cos(\frac{t}{2})]_0^{2\pi} = 8$$

5.2 Differentialformen

Differentialformen bieten einen sehr abstrakten, aber auch sehr mächtigen Formalismus, um auf Mannigfaltigkeiten zu rechnen. Ich versuche hier die Idee anhand von Einsformen, auch Pfaffsche Formen genannt, klarzumachen, die für eindimensionale Mannigfaltigkeiten gelten und dann den Formalismus auf beliebige k-dimensionale Mannigfaltigkeiten zu erweitern.

Definition 5.3: Einsform

Die **Einsform** oder Pffafsche Form ist eine Funktion von einer offenen Menge $U \in \mathbb{R}^n$ nach $L(\mathbb{R}^n, \mathbb{R})$. Sie ordnen jedem $x \in U$ eine lineare Abbildung zu.

Sei n = 1, dann gilt:

$$\omega_f: U \to L(\mathbb{R}, \mathbb{R}), \quad x \mapsto S_x(dx) = f'(x) \cdot dx$$

Der Wert x wird also auf eine Gerade mit der Steigung f'(x) abgebildet, oder allgemein

$$\omega = k \cdot dx$$

Sei n=2

$$\omega_f: U \to L(\mathbb{R}^2, \mathbb{R}), \quad x \mapsto \langle \operatorname{grad} f(x), dx \rangle$$

Die allgemeine Einsform schreibt man also einfach als

$$\omega = a_1 \cdot dx_1 + a_2 \cdot dx_2$$

Für n = k erhalten wir also die Einsform $\omega = a_1 dx_1 + a_2 dx_2 + \cdots + a_n dx_n$

Das Integral einer Einsform $\omega = a \cdot dx$ auf dem Interval $I \subseteq \mathbb{R}$ ist definiert als

$$\int_{I} \omega = \int_{I} a \cdot dx$$

Definition 5.4: k-Formen

Eine k-Form ist eine Differentialform der Gestalt:

$$\omega = a_1 \cdot dx_1 \wedge dx_2 \wedge ... \wedge dx_k + c$$

wobei c maximal eine (k-1)-Form ist und \wedge das Dachprodukt.

Definition 5.5: Integration über Mannigfaltigkeiten mit Differentialformen

Sei M eine k-dimensionale Untermannigfaltigkeit in $U \subseteq \mathbb{R}^n$ und ω eine k-Form auf U. Sei φ eine Karte von M. Dann gilt:

$$\int_{M} \omega = \int_{\varphi^{-1}(M)} \varphi^* \omega$$

 $\varphi^*\omega$ ist der sogenannte Pullback oder auch Rücktransport. Er lautet:

$$\omega = \sum_{1 \le j_1 < \dots < j_k \le n} f_{j_1 \dots j_k} dx_{j_1} \wedge \dots \wedge dx_{j_k}$$

$$\Rightarrow \varphi^* \omega = \sum_{1 < j_1 < \dots < j_k < n} (f_{j_1 \dots j_k} \circ \varphi) d\varphi_{j_1} \wedge \dots \wedge d\varphi_{j_k}$$

Definition 5.6: Vektorielle Flächenelement

Das vektorielle Flächenelement wird definiert durch:

$$d\vec{S} = (dS_1, ..., dS_n)^T$$

$$\Rightarrow dS_i = (-1)^{i-1} dx_1 \wedge ... \wedge \int_{\text{diese Komponente wird ausgelassen}} \hat{dx_i} \wedge ... \wedge dx_n$$

Satz 5.1: Integration über Hyperflächen

Sei M eine Hyperfläche im \mathbb{R}^n mit dem Einheits-Normalen-Feld $\nu: M \to \mathbb{R}^n$. Sei $f = (f_1, ..., f_n)$ ein stetiges Vektorfeld. Für eine kompakte Teilmenge $K \subseteq M$ gilt:

$$\int_{K} \langle f, d\vec{s} \rangle = \int_{K} \langle f(x), \nu(x) \rangle \, dS(x)$$

Definition 5.7: Ableitung von Differentialformen

Sei ω eine k-Form auf $U \subseteq \mathbb{R}^n$. Sind die Koeffizientenfunktionen $f_{j_1...j_k}$ differenzierbar, dann definiert man die Ableitung eine Differentialform durch:

$$\omega = \sum_{1 \le j_1 < \dots < j_k \le n} f_{j_1 \dots j_k} dx_{j_1} \wedge \dots \wedge dx_{j_k}$$

$$d\omega = \sum_{1 \le j_1 < \dots < j_k \le n} \sum_{j=1}^n \frac{\partial f_{j_1 \dots j_k}}{\partial x_j} dx_j \wedge dx_{j_1} \wedge \dots \wedge dx_{j_k}$$

Definition 5.8: Geschlossen- und Exaktheit

 $d\omega = 0 \implies \omega$ ist geschlossen

 $\exists \eta : d\eta = \omega \implies \omega \text{ ist exakt}$

Außerdem ist jede auf $U \subseteq \mathbb{R}^n$ stetig differenzierbare exakte k-Form geschlossen.

Lemma 5.2: Lemma von Poincaré

Jede auf einer **sternförmigen** (d.h. es gibt ein Punkt $x_0 \in U$, sodass für jeden Punkt $x \in U$, die Verbindungsstrecke $\overline{xx_0} \in U$) offenen Teilmenge $U \subseteq \mathbb{R}^n$ geschlossene k-Form ist exakt.

Definition 5.9: Alternierende k-Form

Eine alternierende k-Form auf einem \mathbb{K} -Vektorraum V ist eine multilineare Abbildung:

$$\omega: V^k \to \mathbb{K}$$

die verschwindet, sobald wenigstens zwei Argumente gleich sind:

$$\exists i \neq j : v_i = v_j \Rightarrow v_1 \land v_2 \land \dots \land v_i \land \dots \land v_j = 0$$

Der Raum aller k-Formen nennt man 1^kV^* . Man setzt:

$$\Lambda^0 V^* = \mathbb{K} \quad \Lambda^1 V^* = V^*$$

Es gilt:

- $v_1 \wedge v_2 = -v_2 \wedge v_1$ $\dim \Lambda^k V^* = \begin{pmatrix} \dim(V) \\ k \end{pmatrix}$

Beispiel 5.2: Lineare Unabhängigkeit von Differentialformen

Gegeben ist der Vektorraum V mit der kanonischen 4D-Basis. Sind die Vektoren

$$x_1 = v_1 \wedge v_2 \wedge v_4 + v_2 \wedge v_1 \wedge v_3$$

$$x_2 = v_2 \wedge v_4 \wedge v_3 - v_1 \wedge v_4 \wedge v_3$$

$$x_3 = v_2 \wedge v_1 \wedge v_4$$

linear unabhängig?

Dies können wir so überprüfen, indem wir die Indizes der Größe nach ordnen.

$$x_1 = v_1 \wedge v_2 \wedge v_4 - v_1 \wedge v_2 \wedge v_3$$

$$x_2 = v_1 \wedge v_3 \wedge v_4 - v_2 \wedge v_3 \wedge v_4$$

$$x_3 = -v_1 \wedge v_2 \wedge v_4$$

Wir merken schon sofort, dass $\lambda_1 x_1 + \lambda_2 x_2 + \lambda_3 x_3 = 0$ nur wenn $\lambda_1, \lambda_2, \lambda_3 = 0$, also sind die Vektoren linear unabhängig.

Beispiel 5.3: Rechnung mit dem Dachprodukt

Sei V der Vektorraum mit einer Basis $\{v_1, v_2, v_3, v_4\}$ und sei $\{\varphi_1, \varphi_2, \varphi_3, \varphi_4\}$ des V^* gegeben. Berechne $((\varphi_1 - \varphi_3) \wedge (\varphi_2 + \varphi_4))(v_1 - v_3, v_2 + v_4).$

$$= \det \begin{pmatrix} (\varphi_1 - \varphi_3)(v_1 - v_3) & (\varphi_1 - \varphi_3)(v_2 + v_4) \\ ((\varphi_2 - \varphi_4)(v_1 - v_3) & (\varphi_2 - \varphi_4)(v_2 + v_4)) \end{pmatrix}$$

$$= \det \begin{pmatrix} \varphi_1(v_1) - \varphi_3(v_1) - \varphi_1(v_3) + \varphi_3(v_3) & \varphi_1(v_2) - \varphi_3(v_2) - \varphi_3(v_4) + \varphi_1(v_4) \\ \varphi_2(v_1) - \varphi_2(v_3) + \varphi_4(v_1) - \varphi_4(v_3) & \varphi_2(v_2) + \varphi_4(v_2) + \varphi_2(v_4) + \varphi_4(v_4) \end{pmatrix}$$

$$= \det \begin{pmatrix} 2 & 0 \\ 0 & 2 \end{pmatrix} = 4$$

Beispiel 5.4: Präsenzaufgabe 3 aus dem Blatt 9

0-Form f,

1-Form $\eta = a_1 dx_1 + a_2 dx_2 + a_3 dx_3$,

2-Form $\varphi = b_1 dx_2 \wedge dx_3 + b_2 dx_3 \wedge dx_1 + b_3 dx_1 \wedge dx_2$,

3-Form $\omega = gdx_1 \wedge dx_2 \wedge dx_3$

Wir sollen nun jeweils die äußere Ableitung berechnen und die Operatoren grad, rot, div unter Verwendung des 0-Form:

$$df = \frac{\partial f}{\partial x_1} dx_1 + \frac{\partial f}{\partial x_2} dx_2 + \frac{\partial f}{\partial x_3} dx_3$$

Der Ausdruck df erinnert sehr an die **Divergenz**.

$$d\eta = da_1 \wedge dx_1 + da_2 \wedge dx_2 + da_3 \wedge dx_3$$

$$= \frac{\partial a_1}{\partial x_1} dx_1 \wedge dx_1 + \frac{\partial a_1}{\partial x_2} dx_2 \wedge dx_1 + \frac{\partial a_1}{\partial x_3} dx_3 \wedge dx_1) +$$

$$(\frac{\partial a_1}{\partial x_1} dx_1 \wedge dx_2 + \frac{\partial a_1}{\partial x_2} dx_2 \wedge dx_2 + \frac{\partial a_1}{\partial x_3} dx_3 \wedge dx_2) +$$

$$(\frac{\partial a_1}{\partial x_1} dx_1 \wedge dx_3 + \frac{\partial a_1}{\partial x_2} dx_2 \wedge dx_3 + \frac{\partial a_1}{\partial x_3} dx_3 \wedge dx_3)$$

Alle Terme mit zwei gleichen Ableitungen sind gleich 0.

$$d\eta = \left(\frac{\partial a_3}{\partial x_2} - \frac{\partial a_2}{\partial x_3}\right) dx_2 \wedge dx_3 + \left(\frac{\partial a_1}{\partial x_3} - \frac{\partial a_3}{\partial x_1}\right) dx_3 \wedge dx_1 + \left(\frac{\partial a_2}{\partial x_1} - \frac{\partial a_1}{\partial x_2}\right) dx_1 \wedge dx_2$$

Der Ausdruck $d\eta$ erinnert sehr an die Rotation.

$$d\varphi = \left(\frac{\partial b_1}{\partial x_1} + \frac{\partial b_2}{\partial x_2} + \frac{\partial b_3}{\partial x_3}\right) dx_1 \wedge dx_2 \wedge dx_3$$

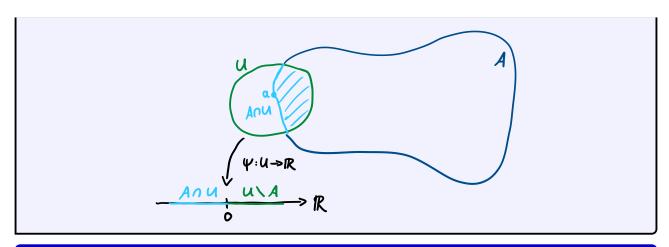
Und $d\varphi$ an den **Gradienten**.

$$\omega = dg \wedge dx_1 \wedge dx_2 \wedge dx_3 = 0$$

Definition 5.10: Glatter Rand

Ist $A \subseteq \mathbb{R}^n$ kompakt, dann sagen wir, dass A einen glatten Rand hat, wenn $\forall a \in \partial A$ eine offene Umgebung $U \subseteq \mathbb{R}^n$ existiert und eine stetig differenzierbare Funktion $\Psi: U \to \mathbb{R}$, sodass

- $\bullet \ A \cap U = \{x \in U | \Psi(x) \le 0\}$
- $\operatorname{grad}\Psi(x) \neq 0 \quad \forall x \in U$



Beispiel 5.5: Kugel

Wir betrachten die Menge $\overline{B_R(0)}=\{(x,y,z)\in\mathbb{R}^3,x^2+y^2+z^2\leq R\}$. Außerdem betrachten wir die Funktion $\Psi:\mathbb{R}^3\to\mathbb{R},(x,y,z)\mapsto x^2+y^2-z^2-R$.

Sie ist stetig diff'bar und es gilt

$$\mathbb{R}^3 \cap \overline{B_R(0)} = \{ \Psi(x, y, z) \le 0 \}$$

Außerdem finden wir immer Umgebungen U von Randpunkten, sodass $(0,0,0) \notin U$ und daher gilt:

$$\operatorname{grad}\Psi = 2 \begin{pmatrix} x \\ y \\ z \end{pmatrix} \neq 0$$

Also hat $\overline{B_R(0)}$ einen glatten Rand.

Definition 5.11: Einheits-Normalenfeld

Wir betrachten ein Kompaktum A mit glattem Rand ∂A . Dann gilt für $\forall a \in \partial A, \exists \nu(a) \in \mathbb{R}^n$:

- 1. $\nu(a)$ steht senkrecht auf dem Tangientialraum $T_a(\partial A)$ der (n-1)-dimensionalen Untermannigfaltigkeit ∂A .
- 2. Der Vektor $\nu(a)$ ist ein Einheitsvektor $||\nu(a)|| = 1$.
- 3. $\exists \epsilon > 0 : a + t\nu(a) \notin A \quad \forall t \in (0, \epsilon).$

5.3 Wichtige Integralsätze der Vektoranalysis

Das meiste hier sollte euch schon aus der Physik 2 bekannt sein. Wir starten mit der Wiederholung von drei wichtigen Begriffen.

Definition 5.12: Rotation

Mithilfe des Vektorproduktes können wir nun durch rot : $\mathbb{R}^3 \to \mathbb{R}^3$ eine weitere Abbildung für Vektorfelder $\mathbf{F} : \mathbb{R}^3 \to \mathbb{R}^3$ definieren:

$$\operatorname{rot} \mathbf{F} := \begin{pmatrix} \partial_2 F_3 - \partial_3 F_2 \\ \partial_3 F_1 - \partial_1 F_3 \\ \partial_1 F_2 - \partial_2 F_1 \end{pmatrix} = \mathbf{\nabla} \times \mathbf{F}, \tag{5.1}$$

wobei wir $\nabla := \begin{pmatrix} \partial_1 \\ \partial_2 \\ \partial_3 \end{pmatrix}$ als Abkürzung gewählt haben.

Beispiel 5.6: Rotation

Für die oben schon betrachtete, auf \mathbb{R}^3 erweiterte Abbildung $\boldsymbol{F}: \mathbb{R}^3 \to \mathbb{R}^3$, $\boldsymbol{F}(x,y,z) = \begin{pmatrix} -y \\ x \\ 0 \end{pmatrix}$ ergibt sich rot $\boldsymbol{F} = \begin{pmatrix} \partial_y 0 - \partial_z x \\ \partial_z (-y) - \partial_x 0 \\ \partial_x x - \partial_y (-y) \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} 0 \\ 0 \\ 2 \end{pmatrix}$.

Unabhängig davon, wo wir uns befinden, rotiert das Feld um die z-Achse entgegen^a des Uhrzeigersinnes.

^aalso mathematisch positiv

Definition 5.13: Divergenz

Wir nennen ein Vektorfeld $F: \mathbb{R}^n \to \mathbb{R}^n$ partiell differenzierbar, wenn jede Komponentenfunktion partiell differenzierbar ist.

Die Abbildung div : $\mathbb{R}^n \to \mathbb{R}$, $F(\boldsymbol{x}) \to \operatorname{div}(F(\boldsymbol{x})) = \sum_{i=1}^n \partial_i F_i(\boldsymbol{x})$ nennen wir **Divergenz** von F.

Beispiel 5.7: Anschauung zur Divergenz

- Betrachte $F: \mathbb{R}^2 \to \mathbb{R}^2$, $F(x,y) = \begin{pmatrix} -y \\ x \end{pmatrix}$, so ist $\text{div}F = \partial_x(-y) + \partial_y(x) = 0$.
- Betrachte $F: \mathbb{R}^2 \to \mathbb{R}^2$, $F(x,y) = \binom{x}{y}$, so ist $\operatorname{div} F = 2$.

Die Divergenz im Punkt \boldsymbol{x} sagt uns, wie stark die Vektoren des Vektorfelds dort ausein-anderdriften.

Definition 5.14: Gradient

Den $n \times 1$ -Vektor grad $f = \begin{pmatrix} \partial_{x_1} f \\ \vdots \\ \partial_{x_n} f \end{pmatrix}$, der zeilenweise die partiellen Ableitungen von f enthält, nennen wir **Gradienten** von f.

Beispiel 5.8: Gradient einer Funktion

Für die obige Funktion $g = xy^2 \cos(x)$ ist

$$\operatorname{grad} f = \begin{pmatrix} \partial_x f \\ \partial_y f \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} y^2 \cos(x) - xy^2 \sin(x) \\ 2xy \cos(x) \end{pmatrix}.$$

Jetzt geht es mit der Vektoranalysis weiter.

Satz 5.3: Satz von Gauß

Sei A ein Kompaktum mit stückweise glattem Rand ∂A , $\nu: \partial A \to \mathbb{R}^n$ das äußere Einheits-Normalenfeld und $F: U \to \mathbb{R}^n$ ein stetig diff'bares Vektorfeld, so gilt:

$$\int_{A} \operatorname{div} F(x) d^{n} x = \int_{\partial A} \langle F(x), \nu(x) \rangle dS(x)$$

Alternativ sei $\omega = \langle F, d\vec{s} \rangle$, dann gilt:

$$d\omega = (\operatorname{div} F) \cdot dx_1 \wedge ... \wedge dx_n$$

$$\int_{A} \operatorname{div} F d^{n} x = \int_{A} d\omega = \int_{\partial MA} \langle F, d\vec{s} \rangle = \int_{\partial A} \langle F, \nu \rangle \, dS(x)$$

Satz 5.4: Satz von Stokes

Sei $M \subseteq U$ eine zweidimensionale Untermannigfaltigkeit durch ein Einheitsnormalenfeld $\nu: M \to \mathbb{R}^3$ orientiert ist. $A \subseteq M$ ist kompakt mit glattem Rand ∂A und $F: U \to \mathbb{R}^3$ ein stetig diff'bares Vektorfeld. Dann gilt:

$$\int_{\partial A} \langle F, d\vec{s} \rangle = \int_{A} \langle \text{rot} F(x), \nu(x) \rangle \, dS(x)$$

Alternativ sei $d\omega = \langle \text{rot} F, d\vec{s} \rangle$ und $\varphi: [a,b] \to M$ ein positiv umlaufte Randweg (eine Parametrisierung), dann gilt:

$$\int_{A} \langle \operatorname{rot} F(x), d\vec{s} \rangle = \int_{A} d\omega = \int_{\partial MA} \omega = \int_{[a,b]} \langle F(\varphi(t), \varphi'(t)) \rangle dt$$

Beispiel 5.9: Anwendung des Satzes von Gauß

Berechne $\int \int_{\partial A} F \cdot d\vec{S}$ von $F = (3x + z^{77}, y^2 - \sin(x^2 z), xz + ye^{x^5})$, wobei ∂A die Oberfläche eines Würfels mit den Dimensionen $0 \le x \le 1$, $0 \le y \le 3$ und $0 \le z \le 2$ ist.

Die Berechnung dieses Integrals wäre sehr mühesam, aber zum Glück ist

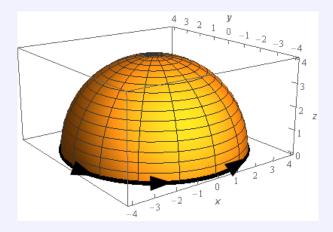
$$\operatorname{div} F = 3 + 2y + x$$

Wenden wir nun den Satz von Gauß an:

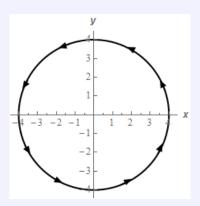
$$\int_{\partial A} F d\vec{S} = \int \int \int_{A} \operatorname{div} F dV$$
$$= \int_{0}^{1} dx \int_{0}^{3} dy \int_{0}^{2} (3 + 2y + x) dz = 39$$

Beispiel 5.10: Anwendung des Satzes von Stokes

Benuzte den Satz von Stokes um $\int \int_S \text{rot} F \cdot d\vec{S}$ von $F = y\vec{i} - x\vec{j} + yx^3\vec{k}$ zu berechnen, wobei S die Spähre mit Radius 4 im Ursprung mit $z \geq 0$ ist.



Wir müssen nun eine parametrisierende Kurve finden. Es eignet sich der Weg am Rande der Kugel auf der Ebene z=0.



$$\vec{r}(t) = (4\cos(t), 4\sin(t), 0) \quad 0 \le t \le 2\pi$$

Wir wenden nun den Satz von Stokes an.

$$\int \int_{S} \cot F \cdot d\vec{S} = \int F(\vec{r}(t)) \cdot \vec{r}(t)' dt$$

$$F(\vec{r}(t)) = (y, -x, yx^{3}) = (4\sin(t), -4\cos(t), 256\sin(t)\cos^{3}(t))$$

$$\vec{r}(t)' = (-4\sin(t), 4\cos(t), 0)$$

$$F(\vec{r}(t)) \cdot \vec{r}(t)' = -16\sin^{2}(t) - 16\cos^{2}(t) = -16$$

$$\int \int_{S} \cot F \cdot d\vec{S} = \int_{0}^{2\pi} -16dt = -32\pi$$

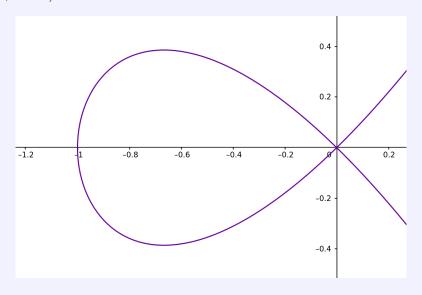
Beispiel 5.11: Anwendung des Satzes von Green

Der Satz von Green besagt:

$$\int_{A} \left(\frac{\partial}{\partial x_{1}} F_{2}(x) - \frac{\partial}{\partial x_{2}} F_{1}(x)\right) dx_{1} dx_{2} = \int_{\text{Randweg } \alpha} \langle F(s), d\vec{s} \rangle, \text{ mit } d\vec{s}(t) = \alpha'(t) dt$$

Tatsächlich ist der Satz von Green eine 2D-Version des Satzes von Stokes, jedoch ist dieses Beispiel für die Klausur sehr nützlich.

Wir sollen nun mit dem Satz und einem passend gewählten Vektorfeld $(F: \mathbb{R}^2 \to \mathbb{R}^2$ den Flächeninhalt I der von der Kurve $\alpha: [-1,1] \to \mathbb{R}^2$ umschlossenen Fläche, wobei $\alpha(t) = (t^2 - 1, t - t^3)$. Skizzieren sie dafür zunächst die Fläche.



Wir müssen zuerst $\alpha'(t)$ und $F(\alpha(t))$ bestimmen.

$$\alpha'(t) = (2t, 1 - 3t^2)$$

$$F(\alpha(t)) = \begin{pmatrix} 0 \\ -\alpha_x \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} 0 \\ 1 - t^2 \end{pmatrix}$$

Nun berechnen wir $\langle F(s), d\vec{s} \rangle$

$$\langle F(s), d\vec{s} \rangle = \langle F(\alpha(t)), \alpha'(t)dt \rangle = \begin{pmatrix} 0 \\ 1 - t^2 \end{pmatrix} \cdot \begin{pmatrix} 2t \\ t - t^3 \end{pmatrix} dt = (1 - t^2)(t - t^3)dt$$

Nun müssen wir nur noch integrieren:

$$I = \int_{-1}^{1} t^5 - 2t^3 + t = \frac{8}{15}$$

6 Distributionen

Distributionen sind ein erstes Beispiel für sogennante Funktionale, die in der Funktionalanalysis eine wichtige Rolle spielen. Dieses Thema wird euch in MfP4 nochmal beschäftigen.

Definition 6.1: Funktional

Sei $A \in V$ Teilmenge eines Vektorraums V über \mathbb{K} . Dann ist ein Funktional eine Abbildung:

$$f:A\to\mathbb{K}$$

6.1 Testfunktionen und Schwartz-Funktionen

Bei einer Distribution ist V nicht irgendein Vektorraum, sonddern der Vektorraum der Testfunktionen. Bei den etwas allgemeineren temperierten Distributionen ist V der Vektorraum der Schwartz-Funktionen.

Definition 6.2: Testfunktion

Eine Funktion $\varphi: \mathbb{R}^n \to \mathbb{R}$ nennen wir **Testfunktion**, wenn:

- φ unendlich oft differenzierbar ist, also $\varphi \in C^{\infty}(\mathbb{R}^n, \mathbb{R})$ und
- Der Träger supp $(\varphi) = \overline{\{x \in \mathbb{R}^n | \varphi(x) \neq 0\}}$ kompakt ist.

Der Raum $D(\mathbb{R}^n) \subseteq C^{\infty}(\mathbb{R}^n, \mathbb{R})$ der Testfunktionen ist ein Vektorraum.

Definition 6.3: $D(\mathbb{R}^n)$ -Konvergenz

Sei φ_{ν} eine Folge von Testfunktionen und K eine kompakte Menge, sodass

- $\forall K \subseteq \mathbb{R}^n, \forall \nu \in \mathbb{N} : \operatorname{supp}(\varphi_{\nu}) \subseteq K$
- Es gilt $\partial^{\alpha}\varphi_{\nu} \to \partial^{\alpha}\varphi$ gleichmäßig für alle Multiindizes $\alpha \in \mathbb{N}^n$.

Dann gilt

$$\varphi_{\nu} \xrightarrow{D} \varphi$$

Definition 6.4: Schwartz-Funktionen

Eine Funktion $\varphi : \mathbb{R}^n \to \mathbb{C}$ nennen wir **Schwartz-Funktion** (auch temperierte Funktion) wenn:

- φ unendlich oft diff'bar ist, also $\varphi \in C^{\infty}(\mathbb{R}^n, \mathbb{C})$
- Für alle Multiindizes $(\alpha, \beta) \in \mathbb{N} \times \mathbb{N}$ gilt:

$$\exists c_{\alpha,\beta} \in \mathbb{R}_+ : |x^{\beta} \partial^{\alpha} \varphi(x)| \le c_{\alpha,\beta}$$

Der Raum $S(\mathbb{R}^n) \subseteq C^{\infty}(\mathbb{R}^n, \mathbb{C})$ der Schwartz-Funktionen wird Schwartz-Raum genannt und ist ein Vektorraum. Es gilt:

$$D(\mathbb{R}^n) \subseteq S(\mathbb{R}^n) \subseteq C^{\infty}(\mathbb{R}^n, \mathbb{C})$$

Definition 6.5: $S(\mathbb{R}^n)$ -Konvergenz

Sei φ_{ν} eine Folge von Schwartz-Funktionen. Wenn für alle Multiindizes $\alpha \in \mathbb{N}^n$ und $j \in \mathbb{N}$

$$(1+||x||)^j \partial^{\alpha}(\varphi_m u(x) - \varphi(x)) \to 0$$

Dann gilt

$$\varphi_{\nu} \xrightarrow{S} \varphi$$

Beispiel 6.1: Eine Testfunktion

Wir betrachten die Funktion:

$$S: \mathbb{R} \to \mathbb{R} \quad \text{mit} \quad S(t) = \begin{cases} e^{-\frac{1}{t}} & \text{für } t > 0 \\ 0 & \text{für } t \le 0 \end{cases}$$

Sie ist ∞ -oft differenzierbar mit $(\partial^n S)(0) = 0$ und einem Polynom $h_n(y)$, sodass:

$$(\partial^n S)(t) = h_n(\frac{1}{t})e^{-\frac{1}{t}}$$

Betrachten wir nun die Funktion:

$$g(t) = S(1+t) \cdot S(1-t)$$

Sie ist ∞ -oft differenzierbar und hat einen kompakten Träger, nämlich: supp(g) = [-1, 1]

Also gilt:
$$g \in D(\mathbb{R})!$$

Beispiel 6.2: Gauß-Kurve

Betrachten wir die Funktion $\varphi(x) = e^{-x^2}$.

Sie ist ∞ -oft differenzierbar. Außerdem gibt es ein Polynom $h_{\alpha}(x)$, sodass:

$$(\partial^{\alpha}\varphi)(x) = h_{\alpha}(x)e^{-x^2}$$

Sei nun $\beta \in \mathbb{N}$ ein zweiter Index. Dann gilt:

$$\lim_{x \to \infty} \left| \frac{x^{\beta} h_{\alpha}(x)}{e^{x^2}} \right| = 0 \quad \forall \alpha, \beta \in \mathbb{N} \times \mathbb{N}$$

Es gibt also ein k > 0, sodass $\forall |x| > a$ gilt:

$$|x^{\beta}h_{\alpha}(x)e^{-x^2}| < 1$$

Auf dem kompakten Intervall [-k, k] muss die stetige Funktion $\varphi(x)$ ein Maximum und ein Minimum annehmen. Es gibt also $\forall (\alpha, \beta) \in \mathbb{N} \times \mathbb{N}$ ein $\exists c_{\alpha,\beta}$, sodass:

$$|x^{\beta}h_{\alpha}(x)e^{-x^2}| \le c_{\alpha,\beta}$$

Daraus folgt $\varphi \in S$, also ist $\varphi(x)$ eine Schwartz-Funktion. Tatsächlich ist $\varphi(x) = e^{-x^2}$ ein oft benutztes Standardbeispiel für eine Schwartz-Funktion.

6.2 Distributionen

Definition 6.6: Distributionen

Eine **Distribution** ist ein Funktional

$$T: D \to \mathbb{R}, \quad \varphi \mapsto T[\varphi]$$

mit den Eigenschaften:

- linear
- stetig

Dabei bedeutet Stetigkeit, dass für $\forall \varphi_n u \xrightarrow{p} \varphi$ gilt:

$$T[\varphi_{\nu}] \underset{\nu \to \infty}{\longrightarrow} T[\varphi]$$

Der Vektorraum aller Distributionen auf D wird D' gennant.

Definition 6.7: Temperierte Distributionen

Eine temperierte Distribution ist ein Funktional

$$T: S \to \mathbb{C}, \quad \varphi \mapsto T[\varphi]$$

mit den Eigenschaften:

- linear
- stetig

Dabei bedeutet Stetigkeit, dass für $\forall \varphi_n u \xrightarrow{S} \varphi$ gilt:

$$T[\varphi_{\nu}] \underset{\nu \to \infty}{\longrightarrow} T[\varphi]$$

Der Vektorraum aller Distributionen auf S wird S' gennant.

Definition 6.8: Reguläre Distributionen

Jede lokal-integrierbare Funktion $f \in \mathcal{L}^1_{loc}(\mathbb{R}^n)$ definiert eine Distribution gemäß:

$$T_f[\varphi] = \int_{\mathbb{R}^n} f(x)\varphi(x)d^nx$$

Nicht jede Distribution ist so darstellbar (z.B. die δ -Distribution). Allerdings lässt sich für jede Distribution $T \in D'$ eine Funktionenfolge f_{ν} finden, sodass gilt:

$$\lim_{\nu \to \infty} T_{f_{\nu}}[\varphi] = T[\varphi] \quad \text{bzw.} \quad \lim_{\nu \to \infty} \int_{\mathbb{R}^n} f_{\nu}(x)\varphi(x)dx = T[\varphi]$$

Dabei ist wichtig, dass $f_{\nu}(x)\varphi(x) \quad \forall \nu \in \mathbb{N}$ integrierbar ist.

Definition 6.9: Ableitung von Distributionen

Für jeden linearen Differentialoperator L und für jede Testfunktion $\varphi \in D$ ist auch $L\varphi$ eine Testfunktion. Wir definieren daher für reguläre Distributionen:

$$LT_f = T_{Lf}$$

Der adjungierte Operator L^* ist definiert durch:

$$\int_{\mathbb{R}^n} (Lf)\varphi dx = \int_{\mathbb{R}^n} f(L^*\varphi) dx$$

Es gilt also insbesondere:

$$(LT_f)[\varphi] = T_{Lf}[\varphi] = \int_{\mathbb{R}^n} (Lf)(\varphi) dx = \int_{\mathbb{R}^n} f(L^*\varphi) dx = T[L^*\varphi]$$

Beispiel 6.3: Adjungierte Operatoren

1.

$$L = \sum_{j=1}^{n} a_j \frac{\partial}{\partial x_j} \iff L^* = -\sum_{j=1}^{n} a_j \frac{\partial}{\partial x_j} - \sum_{j=1}^{n} \frac{\partial a_j}{\partial x_j}$$

2.

$$L = \sum_{|\alpha| \le k} c_{\alpha} \partial^{\alpha} \iff L^* = \sum_{|\alpha| \le k} (-1)^{|\alpha|} c_{\alpha} \partial^{\alpha}$$

Beispiel 6.4: Nachweis einer Distribution

Ist durch das Funktional

$$T: D \to \mathbb{R} \quad T[\varphi] = \int_0^1 a\varphi(t)dt$$

eine Distribution definiert? Wir probieren es aus.

- 1. Wohldefiniertheit:
 - $\Rightarrow \varphi(t)$ ist stetig und daher über dem kompakten Intervall [0, 1] integrierbar.
- 2. Linear:

$$\Rightarrow T[\lambda\varphi + \mu\Phi] = \int_0^1 a(\lambda\varphi(t) + \mu\Phi(t))$$
$$= \lambda \int_0^1 a\varphi(t)dt + \mu \int_0^1 a\Phi(t)dt = \lambda T[\varphi] + \mu T[\Phi]$$

3. Stetigkeit: \Rightarrow Sei $\varphi_n u \xrightarrow{D} \varphi$, dann konvergiert $\varphi_n u$ gleichmäßig gegen φ und somit sind Integral und Limes vertauschbar:

$$\lim_{\nu \to \infty} T[\varphi_D] = \lim_{\nu \to \infty} \int_0^1 a\varphi\nu(t)dt = \int_0^1 a \lim_{t \to \infty} \varphi_D(t)dt$$
$$= \int_0^1 a\varphi(t)dt = T[\varphi]$$

Also ist $T[\varphi]$ eine Distribution.

Definition 6.10: δ -Distribution

Sei $a \in \mathbb{R}^n$. Die δ -Distribution zum Punkt a ist definiert durch:

$$\delta_a: D \to \mathbb{R}, \quad \delta_a[\varphi] = \varphi(a)$$

Sie kann nicht durch eine reguläare Distribution dargestellt werden. Es gibt allerdings Folgen f_k von Funktionen, für die gilt:

$$T_{f_k}[\varphi] \to \delta_a[\varphi]$$

Definition 6.11: Dirac-Folgen

Sei a = 0. Für $f \in \mathcal{L}^1(\mathbb{R}^n)$ gelte:

$$\int_{k\to\infty} \int_{\mathbb{R}^n} f_k(x)\varphi(x)d^n x = \varphi(0)$$

und somit:

$$T_{f_k} \xrightarrow{D} \delta_0$$

Eine solche Folge nennt man Dirac-Folge.

Satz 6.1: Satz von Dirac

Sei $f \in \mathcal{L}^1(\mathbb{R}^n)$ eine integrierbare Funktion mit

$$\int_{\mathbb{R}^n} f(x)d^n x = 1$$

Für $k \in \mathbb{N}$ sei $f_k(x) = k^n f_1(kx)$. Dann gilt für jede Testfunktion $\varphi \in \mathcal{D}(\mathbb{R}^n)$:

$$\lim_{k \to \infty} \int_{\mathbb{R}^n} f_k(x) \varphi(x) d^n x = \varphi(0)$$

also $f_k \xrightarrow[\mathcal{D}']{} \delta_0$.

Beispiel 6.5: Nachweis einer Dirac-Folge

Wir betrachten die Folge $f_k(x) = \frac{1}{\pi} \frac{k}{1+k^2x^2}$ auf dem \mathbb{R} . Um den Satz von Dirac anzuwenden müssen wir als erstes $f_k(x)$ mit $f_1(x)$ ausdrücken:

$$f_k(x) = k^n f(kx) = k f(kx) = \frac{1}{\pi} \frac{k}{1 + k^2 x^2}$$

Mit $f_1(x) = \frac{1}{\pi} \frac{1}{1+x^2}$ müssen wir nur noch zeigen, dass der Integral 1 beträgt:

$$\int_{\mathbb{R}} f_1(x) dx = \frac{1}{\pi} \int \frac{1}{1+x^2} dx = \frac{1}{\pi} \arctan(x)|_{-\infty}^{\infty} = 1$$

Somit ist f_k eine Dirac-Folge und $T_{f_k} \to \delta_0$.

Beispiel 6.6: Berechnung von $L\delta$

Sei $L = \sin(x)\partial_x$. Wie lautet $L\delta$? Zunächst bestimmen wir die Adjungierte:

$$L = \sin(x)\partial_x \iff L^* = -\sin(x)\partial_x - \partial_x\sin(x) = -\sin(x)\partial_x - \cos(x)$$

Daraus folgt:

$$(L\delta)[\varphi] = \delta[L^*\varphi] = \delta[-\sin(x)\partial_x\varphi - \cos(x)\varphi(x)]$$
$$= -\sin(0)\varphi(0) - \cos(0)\varphi(0) = -\varphi(0)$$

Definition 6.12: Faltungsintegral

Es gilt
$$(f \star g)(x) = \int_{\mathbb{R}^n} f(y)g(x-y)d^ny$$
 und $(f \star g)(x) \in \mathcal{L}^1(\mathbb{R}^n)$.

Man schreibt abkürzend oft $(\overset{\vee}{\tau}_x g)(y) = g(x-y)$.

Eigenschaft 6.2: Distribution als Faltung

Eine Distribution kann man über die Faltung ausdrücken.

$$(f \star \varphi)(x) = T_f[\overset{\vee}{\tau}_x \varphi]$$

6.3 Fouriertransformation

Das ist ein enorm mächtiges Werkzeug in der Physik. Die Fouriertransformation filtert aus einem periodischen Signal die Anteile der Frequenzen heraus. Zur Fouriertransofrmation gibt es ein **super Video** von <u>3blue1brown</u> auf Youtube.

Definition 6.13: Fouriertransformierte

Das Integral

$$\hat{f}(\xi) = \frac{1}{\sqrt{2\pi^n}} \int_{\mathbb{R}^n} f(x)e^{-i\langle x,\xi\rangle} d^n x \quad \xi \in \mathbb{R}^n$$

ist die Fouriertransformierte.

Definition 6.14: Inversionsformel der Fouriertransformierte

Die Inversionsformel der Fouriertransformierten ist

$$f(x) = \hat{f}(-x) = \frac{1}{\sqrt{2\pi^n}} \int_{\mathbb{R}^n} \hat{f}(\xi) e^{i < \xi, x > d^n \xi}$$

Eigenschaften 6.3: Bemerkungen zur Fouriertransformation

Für die Fouriertransformation gelten ein paar wichtige Regeln:

• Sei $(\tau_a f)(x) = f(x-a)$, dann ist:

$$\widehat{\tau_a f}(\xi) = \widehat{f}(\xi) e^{-i\langle a, \xi \rangle}$$

• Für die Faltung gilt das Faltungstheorem:

$$\widehat{(f \star g)}(\xi) = \sqrt{2\pi}^n \hat{f} \cdot \hat{g}$$

• Ist f stetig diff'bar mit kompakten Träger, gilt:

$$(\widehat{\partial_j f})(\xi) = i \cdot \xi_j \cdot \widehat{f}(\xi)$$

• Ist $x \mapsto x_j f$ für $j \in \{1, ...n\}$ integrierbar, dann gilt:

$$(\widehat{x_j f})(\xi) = i \cdot \partial_j \cdot \hat{f}(\xi)$$

• Sind $\hat{f}g$ und $f\hat{g}$ integrierbar, dann gilt:

$$\int_{\mathbb{R}^n} \hat{f}(x)g(x)dx = \int_{\mathbb{R}^n} f(x)\hat{g}(x)dx$$

• Wir setzen für $\lambda \neq 0$ $g(x) = f(\lambda x)$, dann gilt:

$$\hat{g}(\xi) = \frac{1}{|\lambda|^n} \hat{f}(\frac{1}{\lambda}\xi)$$

Darüber hinaus gelten noch die folgenden Regeln:

• Die Fourtiertransformation ist eine linere Operation, d.h.:

$$(af(\widehat{\xi}) + bg(\xi)) = a\hat{f}(\xi) + b\hat{g}(\xi)$$

• Erhaltung der Symmetrie:

$$f(-x) = f(x) \iff \hat{f}(-\xi) = \hat{f}(\xi)$$
 (gerade)
 $f(-x) = -f(x) \iff \hat{f}(-\xi) = -\hat{f}(\xi)$ (ungerade)

Definition 6.15: Fouriertransformation regulärer Distributionen

Für reguläre Ditributionen setzt man ganz einfach:

$$\hat{T}_f[\varphi] = T_{\hat{f}}[\varphi]$$

Nun gilt mit den Rechenregeln:

$$\hat{T}_f[\varphi] = T_{\hat{f}}[\varphi] = \int_{\mathbb{R}^n} \hat{f}(x)\varphi(x)dx = \int_{\mathbb{R}^n} f(x)\hat{\varphi}(x)dx = T_f[\hat{\varphi}]$$

Leider ist $\hat{\varphi}$ nicht wieder eine Testfunktion.

Definition 6.16: Fouriertransformation temperierter Distributionen

Für temperierte Distributionen $T \in S'$ definieren wir somit:

$$\hat{T}[\varphi] = T[\hat{\varphi}]$$

Aus der Inversionsformel folgt: $\hat{T}[\varphi(x)] = T[\hat{\varphi}(x)] = T[\varphi(-x)]$ Fasst man die δ -Distribution als eine Abbuldung $S \to \mathbb{C}$ auf, dann definiert sie eine temperierte Distribution. Aus praktischen Gründen definiert man die Funktion:

$$e_a(x) = \frac{1}{\sqrt{2\pi}} e^{i\langle x, a \rangle}$$

Beispiel 6.7: Fourier Transformierte von einer einfachen Funktion

Wir sollen die Fourier Transformierte von e^{-ax^2} berechnen.

$$\mathcal{F}(f(x))(\xi) = \frac{1}{\sqrt{2\pi}} \int_{-\infty}^{\infty} f(x)e^{-i\xi x} dx = \frac{1}{\sqrt{2\pi}} \int_{-\infty}^{\infty} e^{-i\xi x - ax^2} dx$$

$$= \frac{1}{\sqrt{2\pi}} \int_{-\infty}^{\infty} e^{-a(x + \frac{i\xi}{2a})^2 - \frac{\xi^2}{4a}} dx$$

$$= \frac{1}{\sqrt{2\pi}} e^{-\frac{\xi^2}{4a}} \int_{-\infty}^{\infty} e^{-ay^2} dy$$

$$= \frac{1}{\sqrt{2a}} e^{-\frac{\xi^2}{4a}}$$

Beispiel 6.8: Fourier Transformierte der δ -Distribution

Wir berechnen jetzt die Fouriertransformation der δ -Distribution:

$$\hat{\delta_a}[\varphi] = \delta_a[\hat{\varphi}] = \hat{\varphi}(a) = \frac{1}{\sqrt{2\pi^n}} \int_{\mathbb{R}^n} \varphi(x) e^{-i\langle x, a \rangle} d^n x = T_{e_a}[\varphi]$$

und erhalten die reguläre Distribution zur Funktion:

$$e_{-a}[x] = \frac{1}{\sqrt{2\pi}^n} e^{-i\langle x, a \rangle}$$

Der Physiker kennt eine " δ -Funktion" mit der sich die δ -Distribution als reguläre Distribution schreiben lässt:

$$\hat{\delta_a}[\varphi] = T_{\hat{\delta}}[\varphi] = \int_{\mathbb{R}^n} \hat{\delta}(x)\varphi(x)d^n x = \int_{\mathbb{R}^n} \frac{1}{\sqrt{2\pi}} e^{-i\langle x, a \rangle} \varphi(x)d^n x$$

$$\iff \hat{\delta_a}(x) = \frac{1}{\sqrt{2\pi}} e^{-i\langle x, a \rangle}$$

Diese Identität für die " δ -Funktion" des Physikers ist sehr wichtig und wird oft gebraucht. Insbesondere der Fall n=1 mit a=0 sollte im Hinterkopf bleiben:

$$\delta_0(x) = \frac{1}{2\pi} \int_{-\infty}^{\infty} e^{i\xi x} dx$$

Gerne verwendet man auch die Schreibweise:

$$\delta_0(x) = \frac{1}{2\pi} \int_{-\infty}^{\infty} e^{i\xi x} dx = \frac{1}{2\pi} \int_{-\infty}^{\infty} e^{-i\xi x} dx = \widehat{\frac{1}{\sqrt{2\pi}}}$$

7 Partielle Differentialgleichungen

Eine partielle Differentialgleichung ist eine Differentialgleichung, die partielle Ableitungen enthält. Sie gibt als Lösung also eine Funktion, die von mehreren Variablen abhängt. Ein sehr prominentes Beispiel ist die Schrödingengleichung:

$$i\hbar\frac{\partial}{\partial t}\Psi(\vec{x},t) = -\frac{\hbar^2}{2m}\triangle\Psi(\vec{x},t) + V(\vec{x})\Psi(\vec{x},t)$$

Wir starten mit partiellen Differentialgleichungen zweiter Ordnung.

Dieses Thema lernt man, ähnlich wie für gewöhnliche DGLs, am besten an Beispielen.

Definition 7.1: Partielle Differentialgleichungen zweiter Ordnung

Wir suschen eine Funktion

$$U: G \to \mathbb{R} \quad (G \subseteq \mathbb{R}^n)$$

Für die Ableitungen schreiben wir abkürzend:

$$U_{x_j} = \frac{\partial u}{\partial x_j} \quad u_{x_j x_k} = \frac{\partial^2 u}{\partial x_j \partial x_k}$$

Die Funktion u soll die partielle Differentialgleichung zweiter Ordnung

$$F(\underbrace{x_1, ..., x_n}_{n}, \underbrace{u, u_{x_1}, ..., u_{x_n}}_{n+1}, \underbrace{u_{x_1x_1}, u_{x_1x_2}, ..., u_{x_nx_n}}_{n^2}) = 0$$

erfüllen. Hierbei ist F eine Funktion

$$F: U \to \mathbb{C} \quad U \subseteq \mathbb{R}^{2n+1+n^2}$$

U und G müssen offen und wegzusammenhängend sein. Zusätzlich muss man noch eine Bedingung beachten:

- 1. $(x_1,...,x_n,u(x),u_{x_1}(x),...,u_{x_n}(x),u_{x_1x_1}(x),...u_{x_n,x_n}(x)) \in U \quad \forall x \in G$
- 2. $F(x_1, ..., x_n, u(x), u_{x_1}(x), ..., u_{x_n}(x), u_{x_1x_1}(x), ..., u_{x_n, x_n}(x)) = 0 \quad \forall x \in G$

Definition 7.2: Speziallfall partieller Differentialgleichungen zweiter Ordnung

Sei

$$A(u) + h = 0$$
 $A(u) = \sum_{j,k=1}^{n} a_{jk} u_{x_j,x_k}$

Man unterteilt Differentialgleichungen dieser Form in:

- 1. Quasilinear: a_{jk} und h sind Funktionen von $x_1, ..., x_n, u, u_{x_1}, ..., u_{x_n}$
- 2. Semilinear oder postlinear: a_{jk} ist eine Funktion von $x_1, ..., x_n$ und h von $x_1, ..., x_n, u, u_{x_1}, ..., u_{x_n}$
- 3. Linear: h ist von der Form:

$$h = \sum_{j=1}^{n} a_j u_{x_j} + au + f$$

und a_{jk}, a_j, a und f sind Funktionen von $x_1, ..., x_n$.

4. Linear mit konstanten Koeffizierten: Wie 3. nur sind a_{jk} , a_j , a und f konstant.

Die letzte Variante ist natürlich besonders benutzerfreundlich.

7.1 Typen linearer PDGLs

Definition 7.3: Typen von PDGLs mit konstanten Koeffizienten

Man kann jede PDGL 2. Ordnung in die Form

$$\left(\sum_{i,j} a_{ij} \frac{\partial^2}{\partial_i, \partial_j} + \sum_u b_i \frac{\partial}{\partial u} + k\right) \psi = f \quad \text{(wobei } f = 0 \text{ für homogene PDGL)}$$

bringen. So kann man z.B. eine homogene 3D-PDGL mit der Form

$$\underbrace{\begin{pmatrix} \partial_{xx} & \partial_{xy} & \partial_{xz} \\ \partial_{yx} & \partial_{yy} & \partial_{yz} \\ \partial_{zx} & \partial_{zy} & \partial_{zz} \end{pmatrix}}_{A} u + \underbrace{\begin{pmatrix} \partial_{x} \\ \partial_{y} \\ \partial_{z} \end{pmatrix}}_{B} u + ku = 0$$

ausdrücken. Um den Typ zu bestimmen, müssen die Eigenwerte der Matrix A ausgerechnet werden^a, um die folgende Zahlen bestimmen zu können:

k: # positiver Eigenwerte von A

t: # negativer Eigenwerte von A

d: # der Eigenwerte von A die den Wert 0 annehmen

Anhand von k, t und d teilt man die PDGLs in vier Typen ein:

- 1. elliptisscher Typ: d = 0, t = 0 oder d = 0, t = n
- 2. hyperbolischer Typ: d = 0, t = 1 oder d = 0, t = n 1
- 3. ultrahyperbolischer Typ: d = 0, 1 < t < n 1
- 4. parabolischer Typ: d > 0

Beispiel 7.1: Typbestimmung I

Von welchem Typ ist die folgende PDGL?

$$\partial_x^2 u - \partial_y^2 u + \partial_z u = 0$$

Lösung: Wir beobachten:

$$\partial_x^2 u - \partial_y^2 u + \partial_z u = \sum_{i,k=1}^3 a_{ik} \partial_{x_i} \partial_{x_j} u = 0$$

$$\Rightarrow A = \operatorname{diag}(1, -1, 1)$$

und lesen dann direkt ab:

$$k = 2$$
 $t = 1$ $d = 0$

Dies klassifiziert die PDGL als hyperbolisch.

^aAchtung, A muss symmetrisch sein

Beispiel 7.2: Typbestimmung II

Von welchem Typ ist die folgende PDGL?

$$\partial_x u + \partial_y^2 u + \partial_z^2 u = 0$$

Lösung: wir beobachten:

$$\partial_y^2 u + \partial_z^2 u = \sum_{i,k=1}^3 a_{ik} \partial_{x_i} \partial_{x_k} u = h(u) = -\partial_x u$$
$$\Rightarrow A = \operatorname{diag}(0, 1, 1)$$

und lesen dann wieder direkt ab:

$$k = 2$$
 $t = 0$ $d = 1$

Dies klassifiziert die PDGL als parabolisch.

Beispiel 7.3: Typbestimmung III

Von welchem Typ ist die folgende PDGL?

$$\partial_x^2 u + \partial_x u + \partial_u^2 u + \partial_z^2 u + 2u = 0$$

Lösung: wir beobachten:

$$\partial_x^2 u + \partial_y^2 u + \partial_z^2 u = \sum_{i,k=1}^n a_{ik} \partial_{x_i} \partial_{x_n} u = -\partial_x u - 2u$$
$$\Rightarrow A = \operatorname{diag}(1,1,1)$$

und lesen ab:

$$k = 3$$
 $t = 0$ $d = 0$

Dies klassifiziert die PDGL als elliptisch.

Beispiel 7.4: Typbestimmung IV

Von welchem Typ ist die folgende PDGL?

$$\partial_x^2 u + \partial_y \partial_x u + \partial_x \partial_z u + \partial_y \partial_z u = 0$$

Lösung: Hier ist ein bisschen mehr zu tun. Um A ablesen zu können, müssen wir diese Gleichung erst symmetrisieren:

$$\partial_x^2 u + \frac{1}{2} \partial_x \partial_y u + \frac{1}{2} \partial_y \partial_x u + \frac{1}{2} \partial_x \partial_z u + \frac{1}{2} \partial_z \partial_x u + \frac{1}{2} \partial_y \partial_z u + \frac{1}{2} \partial_z \partial_y u$$

$$= \sum_{i,k=1}^n a_{ik} \partial_{x_i} \partial_{x_u} u = 0$$

$$\Rightarrow \begin{pmatrix} 1 & \frac{1}{2} & \frac{1}{2} \\ \frac{1}{2} & 0 & \frac{1}{2} \\ \frac{1}{2} & \frac{1}{2} & 0 \end{pmatrix}$$

Von dieser Matrix müssen wir nun die Eigenwerte bestimmen:

$$0 = \det \begin{pmatrix} 1 & \frac{1}{2} & \frac{1}{2} \\ \frac{1}{2} & 0 & \frac{1}{2} \\ \frac{1}{2} & \frac{1}{2} & 0 \end{pmatrix} = -\frac{1}{2}\lambda(\lambda + \frac{1}{2})(\lambda - \frac{3}{2})$$
$$\Rightarrow D_A = \operatorname{diag}(0, -\frac{1}{2}, \frac{3}{2})$$

Somit gilt:

$$k = 1$$
 $t = 1$ $d = 1$

Dies klassifiziert die PDGL als parabolisch.

7.2 Wichtige PDGLs

Als aller erstes nicht die Definition des Nabla-Operators $\nabla = \sum_{i=1}^{n} \frac{\partial}{\partial x_i}$ und Laplace-Operators $\Delta = \sum_{i=1}^{n} \frac{\partial^2}{\partial x_i^2}$ vergessen.

Definition 7.4: Laplace-Gleichung

Die Laplace-Gleichung oder auch Potentialgleichung ist eine PDGL der Form

$$\triangle_n u = u_{x_1 x_1} + u_{x_2 x_2} + \dots + u_{x_n x_n} = 0$$

Diese ist vom elliptischen Typ. Eine Lösung der Laplace-Gleichung nennen wir harmonische Funktion .

Definition 7.5: Wäremleistungsgleichung

Die Wäremleistungsgleichung ist eine PDGL der Form

$$\triangle_m u = Cu_t \quad \text{mit } c \in \mathbb{C}$$

Diese ist vom parabolischen Typ.

Definition 7.6: Wellengleichung

Die Wellengleichung ist eine PDGL der Form

$$\triangle_m u = C^{-2} u_{tt} \quad \text{mit } c \in \mathbb{R}/\{0\}$$

Diese ist vom hyperbolischen Typ.

Definition 7.7: Helmholtz-Gleichung

Die Helmholtz-Gleichung ist eine PDGL der Form

$$-\triangle_m u(x) = \lambda u$$

Diese ist vom elliptischen Typ. Hierbei handelt es sich um eine Eigenwertzerlegung für den Laplace-Operator.

7.3 Die Wellengleichung

Definition 7.8: Wellengleichung

Die m-dimensionale Wellengleichung ist gegeben durch

$$\Delta_m u = c^{-2} u_t t \quad c \in \mathbb{R}/\{0\}$$

Das c ist die Ausbreitungsgeschwindigkeit der Welle.

Beispiel 7.5: Spezialfall: Helmholtz-Gleichung

$$(\triangle + k^2)\psi = 0$$

Wir wählen den Separationsansatz von Bernoulli:

$$u(x,t) = e^{i\omega t}v(x)$$

$$e^{i\omega t} \triangle_m v(x) = c^{-2} (i\omega)^2 e^{i\omega t} v(x)$$

$$\triangle_m v(x) = -(\frac{\omega}{c})^2 v(x) = -\lambda v(x)$$

Definition 7.9: Eindimensionale Wellengelichung und Lichtkegelkoordinaten

Im \mathbb{R}^1 ist die Wellengleichung:

$$u_{xx} - c^{-2}u_{\tilde{t}\tilde{t}} = 0$$

bzw.

$$u_{xx} - u_{tt} = 0$$

Die Lichtkegelkoordinaten sind definiert als

 $X_{+} = X + t$ $X_{-} = X - t$ E $X = \frac{X_{+} + X_{-}}{2}$ $t = \frac{X_{-} - X_{-}}{2}$ Anschaulich: $X_{-} = X - t$ E $X_{+} = X_{+} + X_{-}$ Anschaulich: $X_{-} = X - t$ E $X_{+} = X_{-} + X_{-}$

Für die Funktion

 $v(x_+, x_-) = u(\frac{x_+ + x_-}{2}, \frac{x_+ - x_-}{2})$

lässt sich die Wellengleich in die Form

$$v_{x_\perp x_-} = 0$$

bringen. Mit der Integration bekommen wir:

$$v = w_1(x_+) + w_2(x_-) \Rightarrow u(x,t) = w_1(x+t) + w_2(x-t)$$

Wobei w_1 und w_2 beliebig sind.

Definition 7.10: Schwingende Saite

Für u(x,t) gilt die Wellengleichung

$$u_{xx} - u_{tt} = 0$$

Jeder Punkt kann eine Startauslenkung

$$u_0(x) = u(x,0)$$

und eine Anfangsgeschwindigkeit

$$u_1(x) = u_t(x,0)$$

haben. Diese nennt man **Anfangsbedingungen**. Für die Ränder x=0 und x=1 kann man unterschiedliche Randbedingungen wählen:

- 1. u(0,t) = u(l,t) = 0 $t \in [0,\infty)$, dies entspricht einer fest eingespannten Saite.
- 2. $u_x(0,t) = u_x(l,t) = 0$ $t \in [0,\infty)$, dies entspricht einer freien Saite. Das sind die von-Neumann-Randbedingungen
- 3. $u_t(0,t) = u_t(l,t) = 0$ $t \in (0,\infty)$, dies bedeutet, dass sich die Endpunkte nur mit konstanten Geschwindigkeit bewegen dürfen. Das sind die **Dirichlet-Randbedingungen**

Definition 7.11: Unendlich lange Saite

Für die unendlich lange Saite ist die Lösung durch die d'Alembert'sche Formel gegegen:

$$u(x,t) = \frac{1}{2}(u_0(x+t) + u_0(x-t) + \int_{x-t}^{x+t} u_1(\tau)d\tau)$$

Sie erfüllt die Anfangsbedingungen

$$u(x,0) = u_0(x)$$

$$u_t(x,0) = u_1(x)$$

Definition 7.12: Endlich lange Saite mit dem Produktansatz

Sei

$$u_{xx} - u_{tt} = 0$$

die Wellengleichung mit den Anfangsbedingungen

$$u(x,0) = u_0(x)$$

$$u_t(x,0) = u_1(x)$$

mit den Dirichlet-Randbedingungen:

$$u_t(0,t) = u_t(\pi,t) = 0$$

Die Idee lautet, dass man dolgenden Produktansatz macht:

$$u(x,t) = \alpha(x)\beta(t)$$

Daraus folgt^a:

$$u_{xx}(x,t) - u_{tt}(x,t) = \alpha''(x)\beta(t) - \alpha(x)\beta''(t) = 0$$

$$\iff \mu = \frac{\alpha''(x)}{\alpha(x)} = \frac{\beta''(t)}{\beta(t)} \quad \forall x, t$$

Wir erhalten nun zwei lineare Differentialgleichungen:

$$\alpha''(x) = \mu \alpha(x)$$
 $\beta''(t) = \mu \beta(t)$

Hierfür verwendet man den Exponentialansatz aus MfP2:

$$P(\lambda) = \lambda^2 - \mu \lambda^0 = \lambda^2 - \mu$$

Definiere nun $\mu = -\omega^2$, dann sind die Nullstellen:

$$P(\lambda) = \lambda^2 + \omega^2 = (\lambda - i\omega)(\lambda + i\omega) = 0) \iff \lambda_1 = -i\omega \quad \lambda_2 = i\omega$$

Die Lösung DGL ist dann gegeben durch:

$$\alpha_1(x) = Ae^{i\omega x} + Be^{-i\omega x} = A\sin(\omega x) + B\cos(\omega x)$$
$$\beta(t) = C\sin(\omega t) + B\cos(\omega t)$$

Nun schauen wir uns die Randbedingungen an:

$$u_t(0,t) = u_t(\pi,t) = 0$$

Mit unserem Produktansatz wird daraus

$$\alpha(0)\beta_t(t) = \alpha(\pi)\beta_t(t) = 0$$

$$\alpha(0) = A \cdot 0 + B \cdot 1 = B = 0$$

$$\alpha(\pi) = A\sin(\omega\pi) + B\cos(\omega\pi) = A\sin(\omega\pi) = 0$$

Die Lösungen für unser Anfangs-Randwertproblem lauten also:

$$\alpha_n(x) = A_n \sin(nx)$$

$$\beta_n(x) = c_n \sin(nt) + D_n \cos(nt)$$

oder Allgemein:

$$u(x,t) = \sum_{i=1}^{n} \alpha_n(x)\beta_n(t) = \sum_{i=1}^{n} (a_n \cos(nt) + b_n \sin(nt))\sin(nx)$$

Definition 7.13: Endlich lange Saite mit der d'Alembertscher Formel

Sei die Saite 2π -periodisch:

$$u(x,0) = \alpha(x)\beta(0) = u_0(x) \Rightarrow u_0(0) = u_0(\pi) = 0$$

$$u_t(x,0) = \alpha(x)\beta_t(0) = u_1(x) \Rightarrow u_1(0) = u_1(\pi) = 0$$

Mit dem Fourieransatz erhalten wir:

$$u_0(x) = A_0 + \sum_{i=1}^{n} (A_n \sin(nx) + A'_n \cos(nx))$$

^aDie Brüche sind Konstant

Also haben wir:

$$u_0(x) = \sum_{i=1}^n A_n \sin(nx)$$
 $u_1(x) = \sum_{i=1}^n B_n \sin(nx)$

mit Koeffizienten:

$$A_n = \frac{1}{\pi} \int_0^{2\pi} u_0(\tau) \sin(n\tau) d\tau$$
 $B_n = \frac{1}{\pi} \int_0^{2\pi} u_1(\tau) \sin(n\tau) d\tau$

Setzt man das in die d'Alembertsche Formel, so erhalten wi

$$u(x,t) = \frac{1}{2}(u_0(x-t) + u_0(x+t) + \int_{x-t}^{x+t} u_1(\tau)d\tau)$$

$$= \frac{1}{2} \sum_{i=1}^{n} [A_n(\sin(n(x-t)) + \sin(n(x+t)) + \int_{x-t}^{x+t} B_n \sin(n\tau)d\tau]$$

$$= \sum_{i=1}^{n} [a_n \cos(nt) + b_n \sin(nt)] \sin(nx)$$

Also wie mit dem Produktansatz:

$$u(x,t) = \sum_{i=1}^{n} (a_n \cos(nt) + b_n \sin(nt)) \sin(nx)$$

Beispiel 7.6: Lösen einer PDGL

Sei $u_{xx} - u_t = 0$ mit der Anfangsbedingung $u(x,0) = e^{-2x}$. Wie lautet die Lösung?

Hier können wir den Produktansatz anwenden:

$$u(x,t) = v(x) \cdot w(t)$$

$$\Rightarrow \frac{\partial^2}{\partial x^2} v(x) w(t) - \frac{\partial}{\partial t} v(x) w(t) = 0$$

$$\Rightarrow \frac{1}{v(x)} \frac{\partial^2}{\partial x^2} v(x) = \frac{1}{w(t)} \frac{\partial}{\partial t} w(t) = konst.$$

Daraus folgen zwei separate DGls:
1.
$$\frac{1}{v(x)} \frac{\partial^2}{\partial x^2} v(x) = c$$

2. $\frac{1}{w(t)} \frac{\partial}{\partial t} w(t) = c$

2.
$$\frac{1}{w(t)} \frac{\partial}{\partial t} w(t) = c$$

Zu 1)

$$\frac{d^2}{dx^2}v(x) = cv(x) \quad \text{Ansatz: } v(x) = \lambda_2 e^{ax} + \lambda_3 e^{-ax}$$
$$\Rightarrow a = \sqrt{c}$$
$$\Rightarrow v(x) = \lambda_2 e^{\sqrt{C}x} + \lambda_3 e^{\sqrt{C}x}$$

Zu 2)

$$\frac{d}{dt}w(t) = cw(t)$$

$$\Rightarrow \ln(w(t)) = ct + a$$
$$\Rightarrow w(t) = e^{ct}e^a = \lambda_1 e^{ct}$$

Zusammengesetzt erhält man:

$$u(x,0) = e^{-2x} = \lambda_1 \lambda_2 e^{\sqrt{c}x} + \lambda_1 \lambda_3 e^{-\sqrt{c}x} = e^{-\sqrt{c}x} \quad c = 4$$

Die Lösung ist also:

$$u(x,t) = e^{4t-2x}$$

Beispiel 7.7: Rechnen mit dem Separationsansatz

Die *m*-dimensionale Wellengleichung ist gegeben durch $\triangle_m u = c^{-2} u_{tt}$, wobei $c \in \mathbb{R}/\{0\}$. Benutze den Separationsansatz von Bernoulli

$$u(x,t) = e^{i\omega t}v(x) \quad (\omega \in \mathbb{C})$$

um daraus die Helmholtz-Gleichung $\triangle_m v(x) = -\lambda v(x)$ abzuleiten. Dabei ist $\lambda \in \mathbb{C}$. Von welchem Typ ist diese PDGL?

Wir betrachten $\triangle_m u = c^{-2} u_t t$. Einsetzten des Separationsansatzes gibt:

$$\triangle_m u(x,t) = e^{i\omega t} \triangle_m v(x)$$

$$c^{-2}u_{tt}(x,t) = v(x)c^{-2}\partial_t^2(e^{i\omega t}) = -v(x)\frac{\omega^2}{c^2}e^{i\omega t}$$

$$\Rightarrow \triangle_m v(x) = -\frac{\omega^2}{c^2} v(x) = -\lambda v(x)$$

mit $\lambda = \frac{\omega^2}{c^2}$ Dies ist eine PDGL vom elliptischen Typ.