

# Funktionen mehrerer Variablen

FS 2024 Prof. Dr. Bernhard Zraggen

Autoren:

Laurin Heitzer, Flurin Brechbühler

Version:

0.1.20240705

<https://github.com/P4ntomime/funktionen-mehrerer-variablen>



## Inhaltsverzeichnis

<b>1 Dimensionen, Schnitte und Kontouren</b>	<b>2</b>	<b>6 Integration</b>	<b>6</b>
1.1 Dimensionen	2	6.1 Allgemeines	6
1.2 Schnitte	2	6.2 Normalbereiche	6
1.3 Kontouren, Levelsets, Niveaulinien, Höhenlinien, ...	2	6.3 Satz von Fubini (Satz von Tonelli)	6
<b>2 Ableitungen, DGL und Gradienten (bi-variät)</b>	<b>3</b>	6.4 Erster Metrischer Tensor	6
2.1 Partielle Ableitung	3	6.5 Längenintegrale	7
2.2 Gradient (Nabla-Operator)	3	6.6 (Ober-)Flächenintegrale	7
2.3 Totale Ableitung	3	6.7 Volumenintegrale	7
2.4 Linearapproximation (Tangentialapproximation)	3	6.8 Anwendungsformeln 2D (Doppelintegrale)	7
2.5 DGL	3	6.9 Anwendungsformeln 3D (Dreifachintegrale)	7
2.6 Richtungselement (Tangentiellinie an Kontouren)	3	<b>7 Vektoranalysis</b>	<b>7</b>
2.7 Gradientenfeld $\perp$ Kontouren	3	7.1 Vektorfelder	7
2.8 Taylor Approximation 2. Ordnung	3	7.2 Gradient	7
2.9 Richtungs-Ableitung	3	7.3 Vektorgradient	8
<b>3 Extrema von Funktionen finden</b>	<b>4</b>	7.4 Divergenz (Volumenableitung)	8
3.1 Extrema von Funktionen zweier Variablen finden	4	7.5 Laplace Operator Delta	8
3.2 Extrema von Funktionen mehrerer Variablen finden	4	7.6 Rotation eines Vektorfelds (rot, curl)	8
3.3 Lokales oder Globales Extremum	4	7.7 Rechenregeln mit Nabla	8
3.4 Extrema von Funktionen zweier Variablen mit NB finden	4	<b>8 Anwendungen</b>	<b>9</b>
3.5 Extrema von Funktionen mehrerer Variablen mit NB finden	4	8.1 Integralsatz von Gauss	9
<b>4 Support Vector Machine (SVM)</b>	<b>5</b>	8.2 Poisson-Gleichung (Laplace-Gleichung)	9
4.1 Linear Trennbare Daten	5	8.3 Integralsatz von Stokes	9
4.2 Nicht linear Trennbare Daten	5	8.4 Anwendungen: Maxwell-Gleichungen	9
<b>5 Koordinatensysteme</b>	<b>6</b>	<b>9 Anhang</b>	<b>9</b>
5.1 2D Koordinatensysteme	6	9.1 Trigonometrie	9
5.2 3D Koordinatensysteme	6	9.2 Ableitungsregeln	9
		9.3 Ableitungen	9

# 1 Dimensionen, Schnitte und Kontouren

## 1.1 Dimensionen

$$f: \mathbb{D}_f(\subseteq \mathbb{R}^m) \rightarrow \mathbb{W}_f(\subseteq \mathbb{R}^n)$$

- $m$  Anzahl Dimensionen von  $\mathbb{D}_f$ , wobei  $m \in \mathbb{N}$
- $n$  Anzahl Dimensionen von  $\mathbb{W}_f$ , wobei  $n \in \mathbb{N}$
- $\vec{f}$  wenn Output vektoriell

⚠ Variablen sind abhängig von einander!

### Multi-Variat:

$f$  ist "Multi-Variat", wenn:

- Input mehrdimensional ist
- Output mehrdimensional ist
- Input **und** Output mehrdimensional sind

$f$  ist **nicht** "Multi-Variat", wenn:

- Input **und** Output Skalare sind

### 1.1.1 Raumzeit

$$\left. \begin{array}{l} \text{Raum 3D } (x; y; z) \mathbb{R}^3 \\ \text{Zeit 1D } (t) \mathbb{R}^1 \end{array} \right\} \mathbb{R}^1 \times \mathbb{R}^3 = \text{Raumzeit 4D } (t; x; y; z)$$

### 1.1.2 Stationärer Fall

$$t \rightarrow \infty \rightarrow \text{Stationär}$$

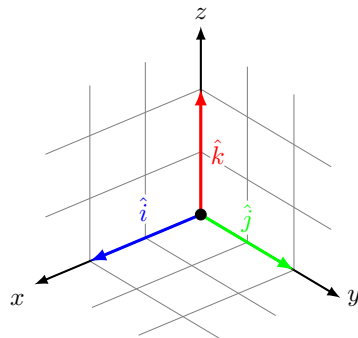
$$T(x; y; z) \frac{\Delta T}{\Delta t} \rightarrow 0$$

### 1.1.3 Einheitsvektoren (Koordinatenvektoren)

$$\hat{x} = \vec{i} = \hat{i} = e_1 = \begin{pmatrix} 1 \\ 0 \\ 0 \end{pmatrix}$$

$$\hat{y} = \vec{j} = \hat{j} = e_2 = \begin{pmatrix} 0 \\ 1 \\ 0 \end{pmatrix}$$

$$\hat{z} = \vec{k} = \hat{k} = e_3 = \begin{pmatrix} 0 \\ 0 \\ 1 \end{pmatrix}$$



## 1.2 Schnitte

Schnitt = Restriktion  $\rightarrow$  Teilmenge vom Definitionsbereich  $\mathbb{D}_f$

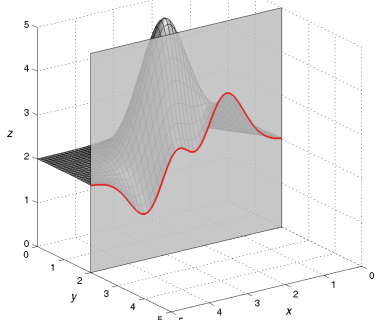
### 1.2.1 Partielle Funktion

- Nur **eine** Variable ist frei! (wählbar)
  - **Alle** anderen Variablen sind fix!
- ⚠  $\mathbb{W}_f$  Analyse!

### Beispiel: Schnitte

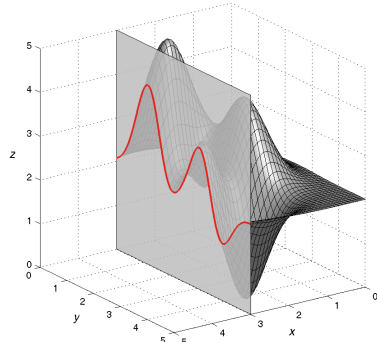
#### x-Linien

- Fläche wird geschnitten mit Ebene, die parallel zur x,z-Ebene liegt
- Bestehen aus den  $(x; y; z)$  Punkten  $(x; y_0; f(x; y_0))$
- x-Wert ist variabel
- y-Wert ist fixiert  $\Leftrightarrow y_0 = 2$



#### y-Linien

- Fläche wird geschnitten mit Ebene, die parallel zur y,z-Ebene liegt.
- Bestehen aus den  $(x; y; z)$  Punkten  $(x_0; y; f(x_0; y))$
- x-Wert ist fixiert  $\Leftrightarrow x_0 = 3$
- y-Wert ist variabel



### 1.2.2 Bedingungen

- Initialbedingungen  $\rightarrow$  Beziehen sich auf die **Zeit**
- Randbedingungen  $\rightarrow$  Beziehen sich auf **räumliche Ebenen**

## 1.3 Kontouren, Levelsets, Niveaulinien, Höhenlinien, ...

Bei **Kontouren**, **Levelsets**, **Niveaulinien** oder **Höhenlinien** ist der **Output** der Funktion  $f$  **konstant**.

$$\vec{v} = \vec{f}(\vec{x}) = \text{const. wobei } \vec{x} \in \mathbb{D}_f$$

## Beispiel: Höhenlinien

### Kontouren (Höhenlinien)

- Fläche wird geschnitten mit einer Ebene, die parallel zur x,y-Ebene liegt
- Bestehen aus den  $(x; y; z)$  Punkten  $(x; y; f(x; y) = z_0)$
- x-Wert ist variabel
- y-Wert ist variabel
- z-Wert ist fixiert  $\Leftrightarrow z_0 = 3$



2 Ableitungen, DGL und Gradienten (bi-variät)

f : D\_f \subseteq \mathbb{R}^2 \to \mathbb{W}\_f \subseteq \mathbb{R} \quad \text{skalar}

2.1 Partielle Ableitung

Ableitung einer Partiellen Funktion.

Beispiel: Bi-Variate Funktion

f(x,y) : y fixieren = const. = y\_0; \quad x \text{ \textbf{einzige} freie Variable}

Notationen

1. Ordnung: f(x; y\_0) \Rightarrow \frac{\partial f}{\partial x} = f\_x(x; y\_0)

2. Ordnung: \frac{\partial}{\partial x} \left( \frac{\partial f}{\partial x} \right) = \frac{\partial^2 f}{\partial x^2} = f\_{xx}

\frac{\partial}{\partial y} \left( \frac{\partial f}{\partial x} \right) = \frac{\partial^2 f}{\partial y \partial x} = f\_{xy}

2.1.1 Schwarz-Symmetrie

Wenn f\_{xx}, f\_{yy}, f\_{xy} & f\_{yx} \textbf{stetig} (sprungfrei) sind, dann gilt:

f\_{xy} \stackrel{!}{=} f\_{yx}

2.2 Gradient (Nabla-Operator)

Spaltenvektor mit partiellen Ableitungen

"Gradient" / Nabla \longrightarrow \overset{\text{Kartesisch}}{\nabla f = \begin{pmatrix} \frac{\partial f}{\partial x} \\ \frac{\partial f}{\partial y} \\ \vdots \end{pmatrix} \hat{=} \text{Vektorfeld}}

\overset{\text{Zylindrisch}}{\nabla f(r, \varphi, z) = \begin{pmatrix} \frac{\partial f}{\partial r} \\ \frac{1}{r} \frac{\partial f}{\partial \varphi} \\ \frac{\partial f}{\partial z} \end{pmatrix}}

\overset{\text{Sphärisch}}{\nabla f(r, \theta, \phi) = \begin{pmatrix} \frac{\partial f}{\partial r} \\ \frac{1}{r} \frac{\partial f}{\partial \theta} \\ \frac{1}{r \sin \theta} \frac{\partial f}{\partial \phi} \end{pmatrix}}

2.3 Totale Ableitung

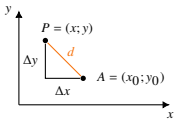
Für Fehlerrechnung benützt, da man hierbei die Abstände von (x; y; z) zu einem festen Punkt (x\_0; y\_0; z\_0) erhält. (relative Koordinaten)

D(f; \underbrace{(x\_0, y\_0, \dots)}\_{\text{Arbeitspunkt}}) : \mathbb{R}^2 \xrightarrow{1 \times 2 \text{ Matrix}} \mathbb{R}^1; \text{ "gute Approximation"}

f(x = x\_0 + \Delta x; y = y\_0 + \Delta y; \dots) = (D\_{11}; D\_{12}) \cdot \begin{pmatrix} \Delta x \\ \Delta y \end{pmatrix} + f(x\_0; y\_0) + R\_1

Wobei R\_1 dem "Rest" entspricht. (Ähnlich wie bei Taylorreihe)

\frac{R\_1}{d = \sqrt{\Delta x^2 + \Delta y^2}} \rightarrow 0 \text{ ("gut", "schneller gegen 0 als d")}



D(f; (x\_0; y\_0)) = \left( D\_{11} = \frac{\partial f}{\partial x}(x\_0; y\_0); D\_{12} = \frac{\partial f}{\partial y}(x\_0; y\_0) \right)

= (\nabla f)^{\text{tr}} \text{ wenn } \frac{\partial f}{\partial x}; \frac{\partial f}{\partial y} \text{ stetig bei A}

2.4 Linearapproximation (Tangentialapproximation)

f(x; y) \approx f(x\_0; y\_0) + D(f; (x\_0; y\_0)) \cdot \begin{pmatrix} \Delta x \\ \Delta y \end{pmatrix} \quad \text{linear in } \Delta x \text{ und } \Delta y

2.4.1 Tangentialebene

g(x; y) = f(x\_0; y\_0) + D(f; (x\_0; y\_0)) \cdot \begin{pmatrix} x - x\_0 \\ y - y\_0 \end{pmatrix}

g(x; y) = f(x\_0; y\_0) + f\_x(x\_0; y\_0) \cdot (x - x\_0) + f\_y(x\_0; y\_0) \cdot (y - y\_0)

2.4.2 Tangentialer Anstieg (Totale Differential)

df \stackrel{!}{=} \frac{\partial f}{\partial x} dx + \frac{\partial f}{\partial y} dy \quad \text{bezüglich } A = (x\_0; y\_0)

2.4.3 Differential-Trick (d f Trick)

Auf Kontouren sei df = 0 (Kontourlinien). Daher lässt sich folgende Gleichung aufstellen:

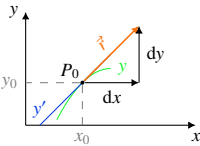
f = c = \text{const.} \quad | d(\dots)

df = dc \stackrel{!}{=} 0

Bzw. für Kontourlinien: f\_x dx + f\_y dy = 0

2.4.4 Implizite (Steigungs-)Funktion

y'(x) = \frac{dy}{dx} = -\frac{f\_x}{f\_y \neq 0} \vee x'(y) = \frac{dx}{dy} = -\frac{f\_y}{f\_x \neq 0}



2.5 DGL

y' = \left( -\frac{f\_x}{f\_y} \right); y(x\_0) = y\_0

right-hand-side (r.h.s.) Funktion

2.6 Richtungselement (Tangentiallinie an Kontouren)

\vec{r} = \left( dx = h; dy = y' dx = -\frac{f\_x}{f\_y} dx \right)^{\text{tr}}

2.7 Gradientenfeld \perp Kontouren

\text{Skalarprodukt} \longrightarrow \nabla f \cdot \begin{pmatrix} dx \\ dy = y' dx \end{pmatrix} \stackrel{!}{=} 0

2.8 Taylor Approximation 2. Ordnung

Man erinnert sich an die Taylorreihe

f(x) = \sum\_{n=0}^{\infty} \frac{f^{(n)}(x\_0)}{n!} (\delta x)^n

in einer dimension.

Für höhere Dimensionen kann die Taylorreihe 2. Ordnung mit dem Nabla-Operator und der Hess Matrix als

f(x, y, \dots) \approx f(x\_0, y\_0, \dots) + \nabla f(x\_0, y\_0, \dots) \cdot \begin{pmatrix} \Delta x \\ \Delta y \\ \vdots \end{pmatrix} + \frac{1}{2!} \begin{pmatrix} \Delta x & \Delta y & \dots \end{pmatrix} \vec{H} \begin{pmatrix} \Delta x \\ \Delta y \\ \vdots \end{pmatrix}

geschrieben werden.

2.9 Richtungs-Ableitung

\frac{\partial f}{\partial \hat{v}} \stackrel{!}{=} D(f; (x\_0; y\_0)) \cdot \hat{v} \stackrel{\text{Def.}}{\Leftrightarrow} \text{grad}(f)^{\text{tr}} \cdot \hat{v} = f\_x \cdot v\_1 + f\_y \cdot v\_2

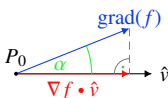
Beispiel: Richtungs-Ableitung

\vec{x} : \vec{v} = \begin{pmatrix} 1 \\ 0 \end{pmatrix} = \hat{e}\_1 \quad \Rightarrow \quad \frac{\partial f}{\partial \hat{e}\_1} = f\_x \cdot 1 + f\_y \cdot 0 = \underline{f\_x}

2.9.1 Spezialfälle

- \alpha = \frac{\pi}{2} \Rightarrow \text{rechter Winkel}
- \frac{\partial f}{\partial \hat{v}} \text{ extremal}
- \alpha = 0 (\text{max}): \nabla f \cdot \hat{v} > 0 \Rightarrow \text{grad}(f) \text{ liegt auf } \hat{v}
- \alpha = \pi (\text{min}): \nabla f \cdot \hat{v} < 0 \Rightarrow \text{grad}(f) \text{ liegt invers auf } \hat{v}

Trigo: \nabla f \cdot \hat{v} \wedge \frac{\partial f}{\partial \hat{v}} \Rightarrow \cos(\alpha) \cdot |\nabla f|



3 Extrema von Funktionen finden

Stationaritätsbedingung: ∇f  $\stackrel{!}{=}$   $\vec{0}$

3.1 Extrema von Funktionen zweier Variablen finden

1. Gradient von f Null-setzen und kritische Stellen finden:

∇f =  $\begin{pmatrix} f_x \\ f_y \end{pmatrix} \stackrel{!}{=} \begin{pmatrix} 0 \\ 0 \end{pmatrix} \Rightarrow \begin{matrix} f_x = 0 \\ f_y = 0 \end{matrix} \Rightarrow x_0 \text{ und } y_0 \text{ bestimmen}$

2. Zweite Partielle Ableitungen bestimmen:

$f_{xx} = \dots \quad f_{xy} = f_{yx} = \dots \quad f_{yy} = \dots$

3. Determinante Δ der Hesse-Matrix H bestimmen:

Δ =  $f_{xx}(x_0; y_0) \cdot f_{yy}(x_0; y_0) - (f_{xy}(x_0; y_0))^2$

4. Auswertung:

Δ > 0	AND	$f_{xx}(x_0; y_0) < 0$	⇒	lokales Maximum
Δ > 0	AND	$f_{yy}(x_0; y_0) < 0$	⇒	lokales Maximum
Δ > 0	AND	$f_{xx}(x_0; y_0) > 0$	⇒	lokales Minimum
Δ > 0	AND	$f_{yy}(x_0; y_0) > 0$	⇒	lokales Minimum
Δ < 0			⇒	Sattelpunkt
Δ = 0			?	Multi-variate-Taylor-logik ...

3.2 Extrema von Funktionen mehrerer Variablen finden

1. Gradient von f Null-setzen und kritische Stellen finden:

∇f =  $\begin{pmatrix} f_x \\ f_y \\ \vdots \\ f_t \end{pmatrix} \stackrel{!}{=} \begin{pmatrix} 0 \\ 0 \\ \vdots \\ 0 \end{pmatrix} \Rightarrow x_0, y_0, \dots, t_0 \text{ bestimmen}$

2. Zweite Partielle Ableitungen für Hesse-Matrix H bestimmen:

H =  $\begin{pmatrix} f_{xx} & f_{xy} & \dots & f_{xt} \\ f_{yx} & f_{yy} & \dots & f_{yt} \\ \vdots & \vdots & \ddots & \vdots \\ f_{tx} & f_{ty} & \dots & f_{tt} \end{pmatrix}$    
 • Symmetrien beachten!  
 • Nicht doppelt rechnen!  
 ⇒  $f_{xt} = f_{tx}$

3. Hesse-Matrix H mit gefundenen Stellen fllen:

H(x<sub>0</sub>, y<sub>0</sub>, ... t<sub>0</sub>) =  $\begin{pmatrix} f_{xx}(x_0, y_0, \dots t_0) & f_{xy}(x_0, y_0, \dots t_0) & \dots & f_{xt}(x_0, y_0, \dots t_0) \\ f_{yx}(x_0, y_0, \dots t_0) & f_{yy}(x_0, y_0, \dots t_0) & \dots & f_{yt}(x_0, y_0, \dots t_0) \\ \vdots & \vdots & \ddots & \vdots \\ f_{tx}(x_0, y_0, \dots t_0) & f_{ty}(x_0, y_0, \dots t_0) & \dots & f_{tt}(x_0, y_0, \dots t_0) \end{pmatrix}$

4. Eigenwerte λ<sub>i</sub> der Hesse-Matrix bestimmen:

det (H(x<sub>0</sub>, y<sub>0</sub>, ... t<sub>0</sub>) - λ · E) = 0  
Nullstellen λ<sub>i</sub> finden → Eigenwerte

Zur Erinnerung:

E =  $\begin{pmatrix} 1 & 0 & \dots & 0 \\ 0 & 1 & \dots & 0 \\ \vdots & \vdots & \ddots & \vdots \\ 0 & 0 & \dots & 1 \end{pmatrix}, \quad \lambda \cdot E = \begin{pmatrix} \lambda & 0 & \dots & 0 \\ 0 & \lambda & \dots & 0 \\ \vdots & \vdots & \ddots & \vdots \\ 0 & 0 & \dots & \lambda \end{pmatrix}$

H(x<sub>0</sub>, y<sub>0</sub>, ... t<sub>0</sub>) - λ · E = ...  
... =  $\begin{pmatrix} f_{xx}(x_0, y_0, \dots t_0) - \lambda & f_{xy}(x_0, y_0, \dots t_0) & \dots & f_{xt}(x_0, y_0, \dots t_0) \\ f_{yx}(x_0, y_0, \dots t_0) & f_{yy}(x_0, y_0, \dots t_0) - \lambda & \dots & f_{yt}(x_0, y_0, \dots t_0) \\ \vdots & \vdots & \ddots & \vdots \\ f_{tx}(x_0, y_0, \dots t_0) & f_{ty}(x_0, y_0, \dots t_0) & \dots & f_{tt}(x_0, y_0, \dots t_0) - \lambda \end{pmatrix}$

5. Auswertung:

λ <sub>i</sub> < 0 $\forall i$	⇒	lokales Maximum
λ <sub>i</sub> > 0 $\forall i$	⇒	lokales Minimum
λ <sub>i</sub> > 0 und λ <sub>i</sub> < 0	⇒	Sattelpunkt

Erklärung:

- λ<sub>i</sub> < 0  $\forall i \Leftrightarrow$  Alle λ<sub>i</sub> sind negativ
- λ<sub>i</sub> > 0  $\forall i \Leftrightarrow$  Alle λ<sub>i</sub> sind positiv

3.3 Lokales oder Globales Extremum

Für eine beliebige die Funktion f(x, y, ... , t) gilt:

$f(x, y, \dots, t) \leq M_{\max}$	$\forall (x, y, \dots, t) \in \mathbb{D}_f$	⇒	globales Maximum
$f(x, y, \dots, t) > M_{\max}$	$\exists (x, y, \dots, t) \in \mathbb{D}_f$	⇒	kein globales Maximum
$f(x, y, \dots, t) \geq M_{\min}$	$\forall (x, y, \dots, t) \in \mathbb{D}_f$	⇒	globales Minimum
$f(x, y, \dots, t) < M_{\min}$	$\exists (x, y, \dots, t) \in \mathbb{D}_f$	⇒	kein globales Minimum

M<sub>max</sub>: grösstes lokales Maximum  
M<sub>min</sub>: kleinstes lokales Minimum

3.4 Extrema von Funktionen zweier Variablen mit NB finden

1. Nebenbedingung (NB) in Standardform bringen:

Standardform:  $n(x, y) \stackrel{!}{=} 0$    
 Nebenbedingung:  $x + y = 1$    
 Standardform der Nebenbedingung:  $x + y - 1 = 0$

2. Lagrange-Funktion L aufstellen:

L(x, y, λ) = f(x, y) + λ · n(x, y)   
 Am besten gleich ausmultiplizieren

3. Gradient der Lagrange-Funktion L Null-setzen und kritische Stellen finden:

∇L =  $\begin{pmatrix} L_x \\ L_y \\ L_\lambda \end{pmatrix} \stackrel{!}{=} \begin{pmatrix} 0 \\ 0 \\ 0 \end{pmatrix} \Rightarrow x_0 \text{ und } y_0 \text{ bestimmen}$

4. Zweite Partielle Ableitungen bestimmen:

$L_{\lambda\lambda} \stackrel{!}{=} 0 \quad L_{\lambda x} = L_{x\lambda} = n_x = \dots$   
 $L_{xx} = \dots \quad L_{\lambda y} = L_{y\lambda} = n_y = \dots$   
 $L_{yy} = \dots \quad L_{xy} = L_{yx} = \dots$

5. Gernderte Hesse Matrix  $\bar{H}$  aufstellen und kritische Stellen einsetzen:

$\bar{H}(x_0, y_0) = \begin{pmatrix} L_{\lambda\lambda}(x_0, y_0) & L_{\lambda x}(x_0, y_0) & L_{\lambda y}(x_0, y_0) \\ L_{x\lambda}(x_0, y_0) & L_{xx}(x_0, y_0) & L_{xy}(x_0, y_0) \\ L_{y\lambda}(x_0, y_0) & L_{yx}(x_0, y_0) & L_{yy}(x_0, y_0) \end{pmatrix}$   
 $= \begin{pmatrix} 0 & n_x(x_0, y_0) & n_y(x_0, y_0) \\ n_x(x_0, y_0) & L_{xx}(x_0, y_0) & L_{xy}(x_0, y_0) \\ n_y(x_0, y_0) & L_{yx}(x_0, y_0) & L_{yy}(x_0, y_0) \end{pmatrix}$

6. Determinante der geränderten Hesse Matrix bestimmen:

det ( $\bar{H}$ ) = ...

7. Auswertung

det ( $\bar{H}$ ) > 0	⇒	lokales Maximum
det ( $\bar{H}$ ) < 0	⇒	lokales Minimum
det ( $\bar{H}$ ) = 0	⇒	keine Aussage möglich

3.5 Extrema von Funktionen mehrerer Variablen mit NB finden

1. Nebenbedingung (NB) in Standardform bringen:

Standardform:  $n(x, y, \dots, t) \stackrel{!}{=} 0$

2. Lagrange-Funktion L aufstellen:

L(x, y, ..., t, λ) = f(x, y, ..., t) + λ · n(x, y, ..., t)   
 Am besten gleich ausmultiplizieren

3. Gradient der Lagrange-Funktion L Null-setzen und kritische Stellen finden:

∇L =  $\begin{pmatrix} L_x \\ L_y \\ \vdots \\ L_t \\ L_\lambda \end{pmatrix} \stackrel{!}{=} \begin{pmatrix} 0 \\ 0 \\ \vdots \\ 0 \\ 0 \end{pmatrix} \Rightarrow x_0, y_0, \dots, t_0 \text{ bestimmen}$

4. Zweite Partielle Ableitungen bestimmen:

$L_{\lambda\lambda} \stackrel{!}{=} 0 \quad L_{\lambda x} = L_{x\lambda} = n_x = \dots \quad L_{xy} = L_{yx}$   
 $L_{xx} = \dots \quad L_{\lambda y} = L_{y\lambda} = n_y = \dots \quad L_{xt} = L_{tx}$   
 $L_{yy} = \dots \quad \vdots \quad L_{yt} = L_{ty}$   
 $\vdots \quad L_{\lambda t} = L_{t\lambda} = n_t = \dots \quad \vdots$   
 $L_{tt} = \dots$

5. Gernderte Hesse Matrix  $\bar{H}$  aufstellen und kritische Stellen einsetzen:

$\bar{H}(x_0, y_0, \dots t_0) = \begin{pmatrix} L_{\lambda\lambda}(\dots) & L_{\lambda x}(\dots) & L_{\lambda y}(\dots) & \dots & L_{\lambda t}(\dots) \\ L_{x\lambda}(\dots) & L_{xx}(\dots) & L_{xy}(\dots) & \dots & L_{xt}(\dots) \\ L_{y\lambda}(\dots) & L_{yx}(\dots) & L_{yy}(\dots) & \dots & L_{yt}(\dots) \\ \vdots & \vdots & \vdots & \ddots & \vdots \\ L_{t\lambda}(\dots) & L_{tx}(\dots) & L_{ty}(\dots) & \dots & L_{tt}(\dots) \end{pmatrix}$   
 $= \begin{pmatrix} 0 & n_x(\dots) & n_y(\dots) & \dots & n_t(\dots) \\ n_x(\dots) & L_{xx}(\dots) & L_{xy}(\dots) & \dots & L_{xt}(\dots) \\ n_y(\dots) & L_{yx}(\dots) & L_{yy}(\dots) & \dots & L_{yt}(\dots) \\ \vdots & \vdots & \vdots & \ddots & \vdots \\ n_t(\dots) & L_{tx}(\dots) & L_{ty}(\dots) & \dots & L_{tt}(\dots) \end{pmatrix}$

6. Determinante der geränderten Hesse Matrix bestimmen:

det ( $\bar{H}$ ) = ...

7. Auswertung

det ( $\bar{H}$ ) > 0	⇒	lokales Maximum
det ( $\bar{H}$ ) < 0	⇒	lokales Minimum
det ( $\bar{H}$ ) = 0	⇒	keine Aussage möglich

4 Support Vector Machine (SVM)

Die Support Vector Machine kann verwendet werden, um ein Modell für das Zuordnen von Daten zu entwickeln. Dadurch wird ein Satz von Punkten, deren Klassifizierung bekannt ist, so linear getrennt, dass der Abstand von der trennenden Geraden zu den beiden Punk-tegruppen maximal wird. Es resultiert eine einfache Gleichung, mit der sich neue Daten klassifizieren lassen.

4.1 Linear Trennbare Daten

4.1.1 Allgemeines

Datenpunkte: (2D Beispiel)

A : ((x1,x2);y1), B : ((x1,x2);y2), C : ((x1,x2);y3), ..., N : ((x1,x2);yn)

xj sind Datenvektoren  
yj ∈ {±1} klassifiziert die jeweiligen Datenvektoren

Hyperebenen:

wtr · x + b = 0  
w: Normalenvektor, w ∈ ℝd und w ≠ 0  
b: Konstante, b ∈ ℝ

Dimension der Hyperebene = d - 1  
Abstand der Hyperebene zum Ursprung: |b|/|w|

Klassifizierung:

wtr · x + b > 0 ⇒ x gehört zur Klasse y = +1  
wtr · x + b < 0 ⇒ x gehört zur Klasse y = -1

Klassifizierung der Trainingsdaten:

wtr · xj + b ≥ 0 ⇒ xj gehört zur Klasse y = +1  
wtr · xj + b ≤ 0 ⇒ xj gehört zur Klasse y = -1

Zielfunktion:

2/|w| = 2/w

4.1.2 Das primale Optimierungsproblem

1/2 wtr · w = 1/2 |w|² = 1/2 w² → min! s.t. (wtr · xj + b) yj ≥ 1 (j = 1, ..., N)

4.1.3 Das duale Optimierungsproblem

Nebenbedingung:

1 - (wtr · xj + b) y ≤ 0 ⇔ gj(wtr, b) ≤ 0 (j = 1, ..., N)

Lagrange-Funktion:

Zusammengesetzt aus dem primalen Problem und den Nebenbedingungen.

L(wtr, b, α) = L(w1, w2, ..., wd, b, α1, α2, ..., αN)  
= 1/2 wtr · w + Σj=1N αj (1 - (wtr · xj + b) yj)

Stationaritätsbedingungen:

Aus der Bedingung, dass grad(L) = 0 sein muss, lassen sich folgende Formeln ableiten:

grad\_{wtr, b} (L(wtr, b, α)) = 0 ⇔ w = Σj=1N αj yj xj und Σj=1N αj yj = 0

Das duale Problem:

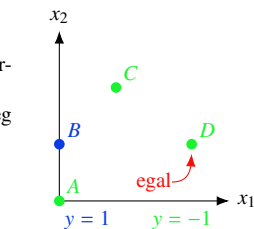
Die oben erhaltenen Summen können nun in die Lagrange-Fkt. eingesetzt werden. Daraus entsteht

L(α) = Σj=1N αj - 1/2 Σj,j'=1N αj αj' yj yj' xj^tr · xj' → max! s.t. αj ≥ 0 ∧ Σj=1N αj yj = 0

Vorgehen zum lösen des dualen Optimierungsproblems:

1. Skizze mit Datenpunkten erstellen:

- Einzelne Datenpunkte klassenweise farblich hervorheben
- Falls ein Datenpunkt der gleichen Klasse weit weg von den anderen ist ⇒ diesen vergessen, da sein α = 0 sein wird



2. Nebenbedingungen, Es muss gelten:

a: αj ≥ 0  
b: Σj=1N αj · yj = 0

Nach einem α unstellen und anschliessend jenes α (damit die Nebenbedingung miteinbezogen wird) in der Lagrange-Funktion ersetzen

3. Kernel-Matrix aufstellen:

K(x^tr; x) = x^tr · x

	x1	x2	...
x1^tr	K(x1^tr; x1)	K(x1^tr; x2)	...
x2^tr	K(x2^tr; x1)	K(x2^tr; x2)	...
⋮	⋮	⋮	⋱

- Einträge sind die Ergebnisse der Skalarprodukte

4. Lagrange-Funktion aufstellen:

L(α) = Σj=1N αj - 1/2 Σj,j'=1N αj · αj' · yj · yj' · xj^tr · xj' → max!

- 2. b und 3 brauchen

5. Alle α finden durch Stationaritätsbedingung

∇L = 0  
⇒ ersetztes α mit gefundenen α berechnen

6. w berechnen:

w = Σj=1N αj yj xj

7. Konstante b berechnen:

Datenpunkte mit der Klasse y = 1 oder y = -1 wählen und einsetzen

- Variante 1: Stützvektor-Datenpunkt mit y = +1

wtr · x... + b = 1 ⇔ b = 1 - wtr · x... = ...

- Variante 2: Stützvektor-Datenpunkt mit y = -1

wtr · x... + b = -1 ⇔ b = -1 - wtr · x... = ...

4.2 Nicht linear Trennbare Daten

Sollte ein Datensatz von nicht linear trennbaren Datenpunkten vorliegen, so muss dieser durch eine Transformation linear trennbar gemacht werden. Dadurch werden die Punkte oft in höhere Dimensionen gebracht. Das Finden einer geeigneten Transformation liegt nicht im Ramen dieses Moduls.

Der einzige Unterschied zu der Methode zum linearen trennen von Datenpunkten ist dann, dass stat mit den Datenpunkten xj mit deren durch φ transformierten gegenstücken φ(xj) gerechnet wird.

4.2.1 Transformiertes duales Optimierungsproblem

Nebenbedingungen, Es muss gelten:

a: αj ≥ 0  
b: Σj=1N αj · yj = 0

L(α) = Σj=1N αj - 1/2 Σj,j'=1N αj · αj' · yj · yj' · xj^tr · xj' → max!

4.2.2 Kernelfunktionen ("Kernel-Trick")

K(xj; xj') = zj^tr · zj' = φ(xj) · φ(xj')

w = Σj=1N αj · yj · φ(xj)

Σj=1N αj · yj · K(xj; x\*) + b > 0 ⇒ x\* gehört zur Klasse y = +1

Σj=1N αj · yj · K(xj; x\*) + b < 0 ⇒ x\* gehört zur Klasse y = -1

x\* steht für Test-Daten

Lösungsweg: gleiches Vorgehen wie beim linearen Fall.

5 Koordinatensysteme

5.1 2D Koordinatensysteme

Neben den Kartesischen Koordinatensystemen kommen in zweidimensionalen Räumen auch Polare Koordinatensysteme zum Einsatz. Die beiden Systeme können mit Hilfe der Trigonometrie in einander überführt werden.

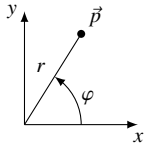
5.1.1 Umrechnung Kartesisch ↔ Polar

Polar zu Kartesisch

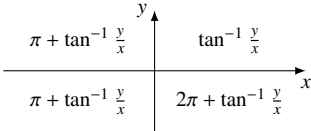
Kartesisch zu Polar

(x, y) = (r · cos φ, r · sin φ)

(r, φ) = (sqrt(x^2 + y^2), tan^-1(y/x))



Dabei ist zu beachten, dass tan^-1 nur Werte von -π/2 bis π/2 liefert, für φ jedoch φ ∈ [0, π] gelten soll. φ wird also, je nach dem in welchem Quadranten sich p befindet, nach folgendem Schema berechnet:



Um ein ganzes Integral vom einen Koordinatensystem ins andere zu überführen, muss man die Funktion f(x, y) zu f(r, φ) (oder umgekehrt) umgeschrieben, sowie die differentiale angepasst werden. Hier dafür einige gängige Elemente:

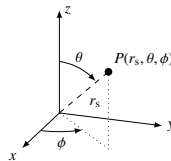
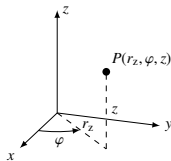
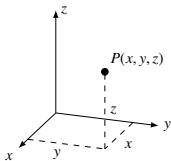
<b>x-Achsenelement</b>	dx	dx = cos φ dr - r sin φ dφ
<b>y-Achsenelement</b>	dy	dy = sin φ dr + r cos φ dφ
<b>Linienelement</b>	ds^2 = dx^2 + dy^2	ds^2 = dr^2 + r^2 dφ^2
<b>Flächenelement</b>	dA = dx dy	dA = r dr dφ

5.2 3D Koordinatensysteme

Kartesisch

Zylindrisch

Sphärisch



(x, y, z) = (r cos φ cos θ, r sin φ cos θ, r sin φ sin θ) = (r\_s sin θ cos φ, r\_s sin θ sin φ, r\_s cos θ)

5.2.1 Umrechnen zwischen Koordinatensystemen

Beim Umrechnen zwischen den Koordinatensystemen gelten im Grunde genommen die obigen Formeln. Dabei muss jedoch in einigen Fällen auf die Wertebereiche von den trigonometrischen Funktionen Rücksicht genommen werden.

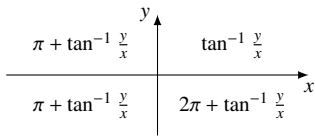
Zylindrisch → Kartesisch:

Sphärisch → Kartesisch:

Keine weiteren Berücksichtigungen nötig, die Berechnung erfolgt nach der Formel oben.

Kartesisch → Zylindrisch:

Der Parameter φ wird analog zum zweidimensionalen Fall, je nach dem in welchem Quadranten sich P befindet, nach dem Schema rechts berechnet.



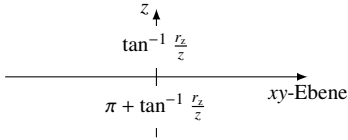
Sphärisch → Zylindrisch:

Kartesisch → Sphärisch:

Keine weiteren Berücksichtigungen nötig, die Berechnung erfolgt nach der Formel oben.

Zylindrisch → Sphärisch:

Auch hier macht der tan^-1 Probleme, da er Werte von -π/2 bis π/2 liefert, für θ jedoch θ ∈ [0, π] gelten soll. Je nach dem, ob P sich oberhalb oder unterhalb der xy-Ebene befindet, wird θ wie rechts berechnet.



6 Integration

6.1 Allgemeines

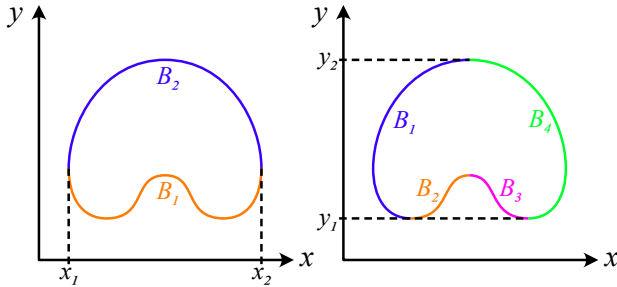
Unter bi- oder multivariater Integration versteht man Integrale, welche sich über zwei oder mehr unabhängige Variablen erstrecken. Sie haben die Form:

∫\_Ω f(ω) dω = ∫ ∫ ∫ f(x\_1, x\_2, ..., x\_n) dx\_1 dx\_2 ... dx\_n | Ω ∈ ℝ^n

6.2 Normalbereiche

Unter einem Normalbereich versteht man einen Bereich, welcher in allen Dimensionen so begrenzt ist, dass eine Funktion f(x\_1, x\_2, ..., x\_n) für jeden Eingangsvektor jeweils nur einen Funktionswert zurückgibt.

Beispiel: Normalbereich in 2D



6.3 Satz von Fubini (Satz von Tonelli)

Der Satz von Fubini besagt, dass die Reihenfolge der Integrationen vertauscht werden kann, sofern die Funktion integrierbar ist.

∫\_{y\_1}^{y\_2} ∫\_{x\_1}^{x\_2} f(x, y) dx dy = ∫\_{x\_1}^{x\_2} ∫\_{y\_1}^{y\_2} f(x, y) dy dx

6.4 Erster Metrischer Tensor

Der 1. metrische Tensor (oder auch **erste Fundamentalmatrix**, **erste Fundamentalform**, **metrische Grundform**) beschreibt den Zusammenhang zwischen einer Kurve oder Fläche im Parameterraum zum Raum, in dem sie sich befindet (z.B. 2D-Fläche im 3D-Raum). Er besteht aus den Skalarprodukten der partiellen Ableitungsvektoren nach den Parametern.

g\_{ij} = ∂S^i / ∂u\_i · ∂S^j / ∂u\_j

Folglich ergibt sich die Matrix: (E F; F G) = (g\_{11} g\_{12}; g\_{21} g\_{22})

Die Einträge dieser Matrix werden benötigt, um Längen- oder Flächen(elemente) zu berechnen.

Beispiel: Längenberechnung

Eine Flächenkurve sei als r(t) = (u(t); v(t)) gegeben. Davon wird das totale Differential gebildet:

dr = r\_u · du + r\_v · dv

Um die Länge des Vektors (Längenelement) zu erhalten, muss man diesen im ersten Schritt quadrieren:

(dr)^2 = g\_{11} du^2 + 2g\_{12} du dv + g\_{22} dv^2

Das einzelne Längenelement ist somit:

ds = sqrt(g\_{11} du^2 + 2g\_{12} du dv + g\_{22} dv^2)

Summiert man nun alle ds über die Kurve, so ergibt dies das Integral für die gesamte Länge:

s = ∫\_a^b sqrt(g\_{11} du^2 + 2g\_{12} du dv + g\_{22} dv^2) dt

Beispiel: Flächenberechnung

Es sei eine parametrisierte Fläche als Funktion S(u, v) = (x(u, v); y(u, v); z(u, v)) gegeben. Das Flächenelement lässt sich aus einem Parallelogramm der beiden partiellen Ableitungsvektoren bilden, was dem Betrag des Kreuzproduktes bzw. der Determinante entspricht:

dS = sqrt(|det[g\_{ij}]|) du dv = sqrt(g\_{11}g\_{22} - g\_{12}^2) du dv = |∂S/∂u × ∂S/∂v| du dv

Daraus ergibt sich die Fläche über das Doppelintegral:

S = ∫\_{v\_1}^{v\_2} ∫\_{u\_1}^{u\_2} sqrt(g\_{11}g\_{22} - g\_{12}^2) du dv



6.5 Längenintegrale

6.5.1 Längenelemente

ds^2 = dx^2 + dy^2 + dz^2 = dr^2 + r^2 dphi^2 + dz^2 = dr^2 + r^2 dtheta^2 + r^2 sin^2 theta dphi^2

6.5.2 Kurvenintegrale 1. Art: Länge einer Funktion

- Die Bestimmung der Länge einer Kurve kann in folgende Schritte unterteilt werden:
- Funktion in die Parameterdarstellung überführen (sofern nicht gegeben):**  
Dafür wird einer der Parameter (z.B.  $x$  oder  $\theta$ ) =  $t$  gesetzt und die anderen Parameter ebenfalls als Funktion von  $t$  ausgedrückt.
  - Integral aufstellen:**  
Das Integral in der Form  $\int ds$  wird mit  $\frac{ds}{dt}$  erweitert.
  - Das Integral lösen**

Beispiel: Längenintegral in kartesischen Koordinaten

Es soll die Länge der Kurve  $\vec{r}(t) = \begin{pmatrix} x(t) \\ y(t) \\ z(t) \end{pmatrix}$  auf dem Intervall  $[t_1, t_2]$  bestimmt werden. Dazu

- werden die oben genannten Schritte abgearbeitet:
- Funktion in die Parameterdarstellung überführen**  
Hier nicht nötig.
  - Integral aufstellen**  
 $\int ds = \int \sqrt{dx^2 + dy^2 + dz^2} = \int_{t_1}^{t_2} \sqrt{\left(\frac{dx}{dt}\right)^2 + \left(\frac{dy}{dt}\right)^2 + \left(\frac{dz}{dt}\right)^2} dt$
  - Integral lösen**  
 $\frac{dx}{dt}, \frac{dy}{dt}$  und  $\frac{dz}{dt}$  ausrechnen, einsetzen, integrieren.

6.5.3 Kurvenintegral 2. Art

Beim Kurvenintegral 2. Art wird nicht die tatsächliche Länge einer Funktion, sondern die Länge deren Projektion auf eine Achse bestimmt. Dazu wird stat über alle Koordinatenrichtungen nur über eine der Koordinaten integriert.  
Es folgen einige Paare von Kurvenintegralen 2. Art entlang einer Kontur  $K$  für Funktionen in expliziter Form und in Parameterdarstellung.

2D, Projektion auf x:

\int\_K f(x)dx = \int\_{t\_0}^T \vec{f}(x(t), y(t)) \cdot x'(t) \cdot dt

3D, Projektion auf x:

\int\_K f(x,y)dx = \int\_{t\_0}^T \vec{f}(x(t), y(t), z(t)) \cdot x'(t) \cdot dt

6.6 (Ober-)Flächenintegrale

6.6.1 Flächenelemente

Das Bestimmen der Flächenelemente ist in drei Dimensionen nicht wie bei den Längen- und Volumenelementen pauschal möglich. Dies, da jeweils nur über zwei der drei Koordinaten integriert werden muss. Ein einfaches Verfahren für das Berechnen von Flächeninhalten schafft jedoch abhilfe.

6.6.2 Flächeninhalt einer Oberfläche

Für das Berechnen der Oberflächen von Funktionen des Typs  $f(a, b)$  in 3D kann die Formel

S = \int\_B \int\_A \sqrt{(f\_a)^2 + (f\_b)^2 + 1} da db

verwendet werden. Dabei repräsentieren  $a$  und  $b$  die beiden Koordinatenrichtungen, in denen sich die Fläche erstreckt.  $f_a$  und  $f_b$  sind die partiellen Ableitungen der Funktion  $f(a, b)$  nach  $a$  bzw.  $b$ .

Beispiele zur Veranschaulichung:

Es soll die Oberfläche der Funktion  $f(x, y)$  im Bereich  $x \in [x_1, x_2], y \in [y_1, y - 2]$  bestimmt werden. Das entsprechende Integral lautet:

S = \int\_{y\_1}^{y\_2} \int\_{x\_1}^{x\_2} \sqrt{(f\_x)^2 + (f\_y)^2 + 1} dx dy

Wäre die Funktion  $f$  stat in kartesischen in polaren oder sphärischen Koordinaten formuliert, ändern sich lediglich die Namen der Variablen. Folglich ist das zu einer in sphärischen Koordinaten definierten Fkt.  $f(\theta, \phi)$  gehörende Integral

S = \int\_{\phi\_1}^{\phi\_2} \int\_{\theta\_1}^{\theta\_2} \sqrt{(f\_\theta)^2 + (f\_\phi)^2 + 1} d\theta d\phi

sehr leicht aufzustellen.

6.6.3 Allgemeine Wendelfläche

Die allgemeine Wendelfläche rotiert und verschiebt eine parametrisierte 3D Kurve  $\vec{r}(t) = (x(t), y(t), z(t))$  tr im Raum.  
Parametrisierung bei vertikaler Rotationsachse und vertikaler Verschiebungsrichtung (z-Achse):

\vec{S}(t, \varphi) = \begin{pmatrix} \cos(\varphi) & -\sin(\varphi) \\ \sin(\varphi) & \cos(\varphi) \\ z(t) + c \cdot \varphi \end{pmatrix} \cdot \begin{pmatrix} x(t) \\ y(t) \\ 1 \end{pmatrix} \quad (t\_1 \leq t \leq t\_2, \wedge \varphi \in \mathbb{R}, c \equiv const.)

Bei  $c = 1 \Rightarrow$  Voller Meter bei einer Kurve

6.7 Volumenintegrale

6.7.1 Volumenelemente

dV = dx dy dz = r dr dphi dz = r^2 sin theta dtheta dphi dr

6.8 Anwendungsformeln 2D (Doppelintegrale)

Allgemein	Kartesische Koordinaten	Polarkoordinaten
Flächeninhalt einer ebenen Figur F		
A = \iint_F dF	= \iint_{X,Y} dy dx	= \iint_{\Phi,R} r dr d\varphi
Oberfläche einer Ebene in drei Dimensionen		
S = \iint_A \frac{1}{\cos \gamma} dA	= \iint_{X,Y} \sqrt{1 + \left(\frac{\partial z}{\partial x}\right)^2 + \left(\frac{\partial z}{\partial y}\right)^2} dy dx	= \iint_{\Phi,R} \sqrt{r^2 + r^2 \left(\frac{\partial z}{\partial r}\right)^2 + \left(\frac{\partial z}{\partial \varphi}\right)^2} dr d\varphi
Volumen eines Zylinders		
V = \iint_A z dA	= \iint_{X,Y} z dy dx	= \iint_{\Phi,R} z r dr d\varphi
Trägheitsmoment einer ebenen Figur F, bezogen auf die x-Achse		
I_x = \iint_F y^2 dF	= \iint_{X,Y} (y^2) dy dx	= \iint_{\Phi,R} (r^2 \sin^2 \varphi) r dr d\varphi
Trägheitsmoment einer ebenen Figur F, bezogen auf den Pol (0, 0)		
I_x = \iint_F r^2 dF	= \iint_{X,Y} (x^2 + y^2) dy dx	= \iint_{\Phi,R} (r^2) r dr d\varphi
Masse einer ebenen Figur F mit Dichtefunktion \varrho		
m = \iint_F \varrho dF	= \iint_{X,Y} \varrho(x, y) dy dx	= \iint_{\Phi,R} \varrho(r, \varphi) r dr d\varphi
Koordinaten des Schwerpunkts S einer homogenen, ebenen Figur F		
x_S = \frac{\iint_F x dF}{A}	= \frac{\iint_{X,Y} x dy dx}{\iint_{X,Y} dy dx}	= \frac{\iint_{\Phi,R} r^2 \cos \varphi dr d\varphi}{\iint_{\Phi,R} r dr d\varphi}
y_S = \frac{\iint_F y dF}{A}	= \frac{\iint_{X,Y} y dy dx}{\iint_{X,Y} dy dx}	= \frac{\iint_{\Phi,R} r^2 \sin \varphi dr d\varphi}{\iint_{\Phi,R} r dr d\varphi}

Hinweis: Damit die Flächenelemente leichter erkennbar und die Formeln entsprechend besser nachvollziehbar sind, wurden sie teilweise nicht vollständig vereinfacht.

6.9 Anwendungsformeln 3D (Dreifachintegrale)

Allgemein	Kartesische Koordinaten	Zylinderkoordinaten	Kugelkoordinaten
Volumen eines Körpers K			
V = \iiint_K dV	= \iiint dx dy dz	= \iiint r dr d\varphi dz	= \iiint r^2 \sin \theta d\theta d\varphi dr
Trägheitsmoment eines Körpers K, bezogen auf die Z-Achse			
I_z = \iiint_K r^2 dV	= \iiint (x^2 + y^2) dx dy dz	= \iiint (r^2) r dr d\varphi dz	= \iiint (r^2 \sin^2 \theta) r^2 \sin \theta d\theta d\varphi dr
Masse eines Körpers K mit der Dichtefunktion \varrho			
M = \iiint_K \varrho dV	= \iiint \varrho(x, y, z) dx dy dz	= \iiint \varrho(r, \varphi, z) r dr d\varphi dz	= \iiint \varrho(r, \theta, \varphi) r^2 \sin \theta d\theta d\varphi dr
Koordinaten des Schwerpunktes S eines homogenen Körpers K			
x_S = \frac{\iiint_K x dV}{V}	= \frac{\iiint (x) dx dy dz}{V}	= \frac{\iiint (r \cos \varphi) r dr d\varphi dz}{V}	= \frac{\iiint (r \sin \theta \cos \varphi) r^2 \sin \theta d\theta d\varphi dr}{V}
y_S = \frac{\iiint_K y dV}{V}	= \frac{\iiint (y) dx dy dz}{V}	= \frac{\iiint (r \sin \varphi) r dr d\varphi dz}{V}	= \frac{\iiint (r \sin \theta \sin \varphi) r^2 \sin \theta d\theta d\varphi dr}{V}
z_S = \frac{\iiint_K z dV}{V}	= \frac{\iiint (z) dx dy dz}{V}	= \frac{\iiint (z) r dr d\varphi dz}{V}	= \frac{\iiint (r \cos \theta) r^2 \sin \theta d\theta d\varphi dr}{V}

Hinweis: Damit die Volumenelemente leichter erkennbar und die Formeln entsprechend besser nachvollziehbar sind, wurden sie teilweise nicht vollständig vereinfacht.

7 Vektoranalysis

7.1 Vektorfelder

Das Vektorfeld

\vec{V} : \mathbb{R}^n \rightarrow \mathbb{R}^n

weist jedem Punkt  $P \in \mathbb{R}^n$  einen Vektor  $\vec{v} \in \mathbb{R}^n$  zu. Die Notation eines Vektorfelds ist gleich deren eines Vektors, wobei Vektorfelder üblicherweise gross geschrieben werden. Weiter kann auch  $\vec{V}(\vec{x})$  geschrieben werden, wobei  $\vec{x}$  der Stützvektor eines beliebigen Punktes ist.

7.2 Gradient

Wir erinnern uns an den Nabla- oder Del-Operator aus Kapitel 2.2 als Spaltenvektor der verschiedenen Raumableitungen:

\nabla = \left( \frac{\partial}{\partial x\_1} \quad \frac{\partial}{\partial x\_2} \quad \dots \quad \frac{\partial}{\partial x\_n} \right)^T

Der Gradient eines Potentialfelds  $\phi : \mathbb{R}^n \rightarrow \mathbb{R}$  berechnet sich als

\nabla \cdot \phi(\vec{x}) = \left( \frac{\partial}{\partial x\_1} \quad \frac{\partial}{\partial x\_2} \quad \dots \quad \frac{\partial}{\partial x\_n} \right)^T \cdot \phi(\vec{x}) = \begin{pmatrix} \frac{\partial \phi}{\partial x\_1}(\vec{x}) & \frac{\partial \phi}{\partial x\_2}(\vec{x}) & \dots & \frac{\partial \phi}{\partial x\_n}(\vec{x}) \end{pmatrix}^T = \vec{F}(\vec{x})

und resultiert in einem Vektorfeld.

- Wird als Potential das elektrische Potential verwendet, entspricht  $\vec{F}$  dem (negativen, skalierten) elektrischen Feld.
- Wird als Potential eine Höhe verwendet, entspricht  $\vec{F}$  der negativen Hangabtriebskraft.
- Der Gradient kann als mehrdimensionale Ableitung verstanden werden.
- Der Gradient steht senkrecht auf allen Kontouren und zeigt in Richtung hoher wert.
- Die Multiplikation  $\nabla \cdot \phi$  wird normalerweise als  $\nabla \phi$  abgekürzt.
- Zudem kann der Gradient auch als  $\text{grad } \phi$  geschrieben werden.

7.2.1 Verschiedene Koordinatensysteme

Kartesisch:

grad V = ∇V = (∂V/∂x, ∂V/∂y, ∂V/∂z)

Zylindrisch:

grad V = ∇V = (∂V/∂r, 1/r ∂V/∂φ, ∂V/∂z)

Sphärisch:

grad V = ∇V = (∂V/∂r, 1/r ∂V/∂θ, 1/(r sin θ) ∂V/∂φ)

7.3 Vektorgradient

Die Definition des Gradienten eines Vektorfeldes V: R^n -> R^m lautet

∂V/∂a = d • grad V,

wobei d ein beliebiger Vektor und ∂V/∂a die Richtungsableitung von V nach a ist. Daraus kann man schliessen, dass der Vektorgradient als

grad V = ∇V = (∂V1/∂x1, ..., ∂V1/∂xn, ∂V2/∂x1, ..., ∂V2/∂xn, ..., ∂Vm/∂x1, ..., ∂Vm/∂xn) = J (= ∇^T • V)

berechnet werden kann.

- ∇V entspricht der Jacobi-Matrix J. Mit dieser kann die Hesse-Matrix einer skalaren Funktion F (siehe Kap. 3) bestimmt werden:

H(F) = J^T (∇F) = (grad grad F)^T

- Der Vektorgradient wird als ∇V geschrieben, da die Notation ∇^T • V, die den tatsächlichen Rechenweg beschreibt, etwas umständlich ist.
- Die Notation ∇ • V ist nicht nur falsch, sondern zudem bereits durch die Divergenz besetzt.

7.4 Divergenz (Volumenableitung)

Die Divergenz oder Volumenableitung eines Vektorfelds

∇ • V(x) = (∂/∂x1, ∂/∂x2, ..., ∂/∂xn)^T • (v1(x), v2(x), ..., vn(x)) = ∂v1/∂x1(x) + ∂v2/∂x2(x) + ... + ∂vn/∂xn(x)

ist ein Skalarfeld, das beschreibt, wie stark das Vektorfeld an einem gegebenen Punkt "nach aussen gerichtet" ist.

- Wird als Vektorfeld die Fließgeschwindigkeit einer Flüssigkeit eingesetzt, so entspricht die Divergenz dem Fluss aus einem Punkt heraus.
  - An Punkten mit positiver Divergenz fließt Flüssigkeit hinaus (Quelle)
  - An Punkten mit negativer Divergenz fließt Flüssigkeit hinein (Senke)
- Wird das E-Feld eingesetzt, so entspricht die Divergenz der Ladungsdichte.
  - Pos. Ladungsdichte entspricht pos. Divergenz, bewirkt eine Quelle im E-Feld.
  - Neg. Ladungsdichte entspricht neg. Divergenz, bewirkt eine Senke im E-Feld.
- Das Skalarprodukt sollte zwingend ∇ • V ausschreiben werden, da sonst Verwechslungsgefahr mit dem Vektorgradienten besteht.
- Die Notation div V ist ebenfalls gebräuchlich.

Eine alternative und gut visualisierbare Definition der Divergenz, ist in zwei dimensionen

div V = ∇ • V = lim\_{A -> 0} (∫\_{C=∂A} V • n ds) / A,

wobei A eine Fläche mit den Normalen n und C dessen Kontur darstellt. Verallgemeinert für die Anwendung in mehr als 2 Dimensionen lautet die Definition

∇ • V = div V = lim\_{Ω -> 0} (∫\_{C=∂Ω} V • n ds) / Ω,

wobei Ω ein Bereich im Raum R^n und C dessen Kontur in R^{n-1} ist.

7.4.1 Verschiedene Koordinatensysteme

Kartesisch:

div V = ∇ • V = ∂Vx/∂x + ∂Vy/∂y + ∂Vz/∂z

Zylindrisch:

div V = ∇ • V = (1/r ∂(r • Vr)/∂r) + 1/r ∂Vφ/∂φ + ∂Vz/∂z

Sphärisch:

div V = ∇ • V = 1/r^2 ∂(r^2 • Vr)/∂r + 1/(r sin θ) ∂(sin θ • Vθ)/∂θ + 1/(r sin θ) ∂Vφ/∂φ

7.5 Laplace Operator Δ

Der Laplaceoperator ist nichts anderes als die Divergenz des Gradienten eines Skalarfelds und vergleichbar mit der zweiten Ableitung. Folglich gilt

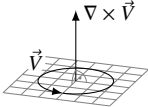
Δφ = ∇ • (∇φ) = ∇^2 φ = ∂^2 φ1/∂x1^2 + ∂^2 φ2/∂x2^2 + ... + ∂^2 φn/∂xn^2,

wobei das Resultat ein Skalarfeld ist.

7.6 Rotation eines Vektorfelds (rot, curl)

Die Rotation eines Vektorfelds, auch Curl genannt, beschreibt, wie stark ein Vektorfeld um einen gegebenen Punkt "rotiert" und wird als

rot V = ∇ × V = (∂/∂x, ∂/∂y, ∂/∂z) × (Vx, Vy, Vz) = (∂Vz/∂y - ∂Vy/∂z, ∂Vx/∂z - ∂Vz/∂x, ∂Vy/∂x - ∂Vx/∂y)



berechnet. Der resultierende Vektor ist dabei die Rotationsachse, wobei die Rechte-Hand-Regel gilt.

Wie bei der Divergenz kann auch hier zur Hilfe der Verständlichkeit ein Limitsatz als Definition beigezogen werden. So sei

∇ × V = rot V = n lim\_{S -> 0} (∫\_{C=∂S} V • dl) / S,

wobei S ein planare Testfläche mit normale n und C dessen Kontur ist. Der Curl ist grundsätzlich nur in drei Raumdimensionen definiert. Wenn die Rotation eines auf der Ebene z = 0 definierten Vektorfelds berechnet werden soll, kann die obige Formel mit Vz = 0 angepasst werden:

rot V(x, y) = ∇ × V(x, y) = (∂/∂x, ∂/∂y, ∂/∂z) × (Vx, Vy, 0) = (0, 0, ∂Vy/∂x - ∂Vx/∂y)

- Mit dem Curl-Operator kann z.B. elegant beschrieben werden, dass Wirbel im E-Feld auf zeitliche Änderungen im magnetischen Feld zurückzuführen sind:

∇ × E = - ∂H/∂t

7.6.1 Verschiedene Koordinatensysteme

Kartesisch:

rot V = ∇ × V = (∂Vz/∂y - ∂Vy/∂z, ∂Vx/∂z - ∂Vz/∂x, ∂Vy/∂x - ∂Vx/∂y)

Zylindrisch:

rot V = ∇ × V = (1/r ∂Vz/∂φ - ∂Vφ/∂z, ∂Vr/∂z - ∂Vz/∂r, 1/r (∂(r • Vr)/∂r - ∂Vr/∂φ))

Sphärisch:

rot V = ∇ × V = (1/(r sin θ) (∂(Vθ • sin θ)/∂θ - ∂Vθ/∂φ), 1/r (1/sin θ ∂Vr/∂φ - ∂(r • Vr)/∂r), 1/r (∂(r • Vr)/∂r - ∂Vr/∂θ))

7.7 Rechenregeln mit ∇

Für das dalegen der Rechenregeln werden die folgenden Platzhalter verwendet:

- A, B: Skalarfelder (R^n -> R)
- A, B: Vektorfelder (R^n -> R^n)
- F: Skalare Funktion (R^n -> R)
- c: Konstante

Gradienten:

grad(A + B) = grad(A) + grad(B) ↔ ∇(A + B) = ∇A + ∇B  
grad(A • B) = A grad(B) + B grad(A) ↔ ∇(A • B) = A • ∇B + B • ∇A  
grad(c • A) = c grad(A) ↔ ∇(c • A) = c • ∇A  
grad(F(A)) = F'(A) • grad A ↔ ∇F(A) = F'(A) • ∇A

Divergenzen:

div(A + B) = div(A) + div(B) ↔ ∇ • (A + B) = (∇ • A) + (∇ • B)  
div(A • B) = A div(B) + B grad(A) ↔ ∇ • (A • B) = A • (∇ • B) + B • ∇A  
div(A × B) = B • rot(A) - A • rot(B) ↔ ∇ • (A × B) = B • (∇ × A) - A • (∇ × B)  
div(c • A) = c div(A) ↔ ∇ • (c • A) = c • (∇ • A)

Curl:



$$\begin{aligned} \operatorname{rot}(\vec{A} + \vec{B}) &= \operatorname{rot}(\vec{A}) + \operatorname{rot}(\vec{B}) && \Leftrightarrow && \nabla \times (\vec{A} + \vec{B}) = (\nabla \times \vec{A}) + (\nabla \times \vec{B}) \\ \operatorname{rot}(A \cdot \vec{B}) &= A \operatorname{rot}(\vec{B}) + (\operatorname{grad}(A) \times \vec{B}) && \Leftrightarrow && \nabla \times (A \cdot \vec{B}) = A \cdot (\nabla \times \vec{B}) + (\nabla A \times \vec{B}) \\ \operatorname{rot}(c\vec{A}) &= c \operatorname{rot}(\vec{A}) && \Leftrightarrow && \nabla \times (c\vec{A}) = c \cdot (\nabla \times \vec{A}) \\ \operatorname{rot}(\vec{A} \times \vec{B}) &= (\vec{B} \cdot \nabla)\vec{A} - (\vec{A} \cdot \nabla)\vec{B} + \vec{A} \operatorname{div} \vec{B} - \vec{B} \operatorname{div} \vec{A} \\ &&& \stackrel{\text{S. 1.10}}{\Leftrightarrow} && \nabla \times (\vec{A} \times \vec{B}) = (\vec{B} \cdot \nabla)\vec{A} - (\vec{A} \cdot \nabla)\vec{B} + \vec{A}(\nabla \cdot \vec{B}) - \vec{B}(\nabla \cdot \vec{A}) \end{aligned}$$

Laplaceoperator:

$$\begin{aligned} \operatorname{div} \operatorname{grad} A &= \Delta A & \Leftrightarrow & \nabla \cdot (\nabla A) = \Delta A \\ \operatorname{rot}(\Delta \vec{A}) &= \Delta \operatorname{rot} \vec{A} & \Leftrightarrow & \nabla \times (\Delta \vec{A}) = \Delta (\nabla \times \vec{A}) \end{aligned}$$

### Kombinationen:

$$\begin{aligned} \operatorname{div} \operatorname{rot} \vec{A} &= 0 && \Leftrightarrow && \nabla \cdot (\nabla \times \vec{A}) = 0 \\ \operatorname{div} \operatorname{grad} A &= \Delta A && \Leftrightarrow && \nabla \cdot \nabla A = \Delta A \\ \operatorname{rot} \operatorname{grad} \vec{A} &= \vec{0} && \Leftrightarrow && \nabla \times (\nabla A) = \vec{0} \\ \operatorname{rot} \operatorname{rot} \vec{A} &= \operatorname{grad} \operatorname{div} \vec{A} - \Delta \vec{A} && \Leftrightarrow && \nabla \times (\nabla \times \vec{A}) = \nabla (\nabla \cdot \vec{A}) - \Delta \vec{A} \end{aligned}$$

## 8 Anwendungen

## 8.1 Integralsatz von Gauss

$$\int_{(V)} \operatorname{div} \vec{A} dV = \oint_{(S)=\partial V} \vec{A} \cdot d\vec{S}$$

Fluss durch eingeschlossenen Körper = Gesamter Fluss durch geschlossenen Rand des Körpers

## 8.2 Poisson-Gleichung (Laplace-Gleichung)

## Kartesisch

$$\Delta\phi = \operatorname{div}(\operatorname{grad}(\phi)) = \nabla^2\phi = \frac{\partial^2\phi}{\partial x^2} + \frac{\partial^2\phi}{\partial y^2} + \frac{\partial^2\phi}{\partial z^2} = f(\vec{r})$$

$\Delta$  : Laplace-Operator  
 $\phi$  : Potentialfeld  
 $f(\vec{r})$  : Quelfunktion

### Zylindrisch

$$\nabla^2 V = \frac{1}{r} \frac{\partial}{\partial r} \left( r \frac{\partial V}{\partial r} \right) + \frac{1}{r^2} \frac{\partial^2}{\partial \varphi^2} + \frac{\partial^2 V}{\partial z^2}$$

## Sphärisch

$$\nabla^2 V = \frac{1}{r^2} \frac{\partial}{\partial r} \left( r^2 \frac{\partial V}{\partial r} \right) + \frac{1}{r^2 \sin \theta} \frac{\partial}{\partial \theta} \left( \sin \theta \frac{\partial V}{\partial \theta} \right) + \frac{1}{r^2 \sin^2 \theta} \frac{\partial^2 V}{\partial \phi^2}$$

### 8.2.1 Laplace-Gleichung

$\Delta\phi = f = 0 \Rightarrow$  Spezialfall der Poisson-Gleichung ohne äussere Quellfunktion

### 8.3 Integralsatz von Stokes

$$\oint_{(C)=\partial S} \vec{A} \cdot d\vec{r} = \int_{(S)} \text{rot } \vec{A} \cdot d\vec{S}$$

$\partial S$  **muss** anhand Rechter-Hand-Regel orientiert sein.

Stokes sagt aus, dass die Summe der Verwirbelungen in einer Fläche, der Summe der Vektoren dessen Randes entsprechen.

## 8.4 Anwendungen: Maxwell-Gleichungen

—TBD—

## 9 Anhang

## 9.1 Trigonometrie

$\alpha$	0	$\frac{\pi}{6}$	$\frac{\pi}{4}$	$\frac{\pi}{3}$	$\frac{\pi}{2}$	$\frac{2\pi}{3}$	$\frac{3\pi}{4}$	$\frac{5\pi}{6}$	$\pi$	$\frac{7\pi}{6}$	$\frac{5\pi}{4}$	$\frac{4\pi}{3}$	$\frac{3\pi}{2}$	$\frac{5\pi}{3}$	$\frac{7\pi}{4}$	$\frac{11\pi}{6}$	$2\pi$
$\alpha^\circ$	0°	30°	45°	60°	90°	120°	135°	150°	180°	210°	225°	240°	270°	300°	315°	330°	360°
$\sin(\alpha)$	0	$\frac{1}{2}$	$\frac{\sqrt{2}}{2}$	$\frac{\sqrt{3}}{2}$	1	$\frac{\sqrt{3}}{2}$	$\frac{\sqrt{2}}{2}$	$\frac{1}{2}$	0	$-\frac{1}{2}$	$-\frac{\sqrt{2}}{2}$	$-\frac{\sqrt{3}}{2}$	-1	$-\frac{\sqrt{3}}{2}$	$-\frac{\sqrt{2}}{2}$	$-\frac{1}{2}$	0
$\cos(\alpha)$	1	$\frac{\sqrt{3}}{2}$	$\frac{\sqrt{2}}{2}$	$\frac{1}{2}$	0	$-\frac{1}{2}$	$-\frac{\sqrt{2}}{2}$	$-\frac{\sqrt{3}}{2}$	-1	$-\frac{\sqrt{3}}{2}$	$-\frac{\sqrt{2}}{2}$	$-\frac{1}{2}$	0	$\frac{1}{2}$	$\frac{\sqrt{2}}{2}$	$\frac{\sqrt{3}}{2}$	1
$\tan(\alpha)$	0	$\frac{\sqrt{3}}{3}$	1	$\sqrt{3}$	$\pm\infty$	$-\sqrt{3}$	-1	$-\frac{\sqrt{3}}{3}$	0	$\frac{\sqrt{3}}{3}$	1	$\sqrt{3}$	$\pm\infty$	$-\sqrt{3}$	-1	$-\frac{\sqrt{3}}{3}$	0
$\cot(\alpha)$	$\pm\infty$	$\sqrt{3}$	1	$\frac{\sqrt{3}}{3}$	0	$-\frac{\sqrt{3}}{3}$	-1	$-\sqrt{3}$	$\pm\infty$	$\sqrt{3}$	1	$\frac{\sqrt{3}}{3}$	0	$-\frac{\sqrt{3}}{3}$	-1	$-\sqrt{3}$	$\pm\infty$

### 9.1.1 Komplexe Darstellung

$$\sin(x) = \frac{e^{jx} - e^{-jx}}{2j} \qquad \cos(x) = \frac{e^{jx} + e^{-jx}}{2}$$

### 9.1.2 Beziehungen zwischen $\sin(x)$ und $\cos(x)$

$\sin(-a) = -\sin(a)$	$\cos(-a) = \cos(a)$
$\sin(\pi - a) = \sin(a)$	$\cos(\pi - a) = -\cos(a)$
$\sin(\pi + a) = -\sin(a)$	$\cos(\pi + a) = -\cos(a)$
$\sin\left(\frac{\pi}{2} - a\right) = \sin\left(\frac{\pi}{2} + a\right) = \cos(a)$	
$\cos\left(\frac{\pi}{2} - a\right) = -\cos\left(\frac{\pi}{2} + a\right) = \sin(a)$	

### 9.1.3 Additionstheoreme

$$\begin{aligned}\sin(a \pm b) &= \sin(a) \cdot \cos(b) \pm \cos(a) \cdot \sin(b) \\ \cos(a \pm b) &= \cos(a) \cdot \cos(b) \mp \sin(a) \cdot \sin(b) \\ \tan(a \pm b) &= \frac{\tan(a) \pm \tan(b)}{1 \mp \tan(a) \cdot \tan(b)}\end{aligned}$$

### 9.1.4 Produkte

$$\begin{aligned}\sin(a) \cdot \sin(b) &= \frac{1}{2}(\cos(a-b) - \cos(a+b)) \\ \cos(a) \cdot \cos(b) &= \frac{1}{2}(\cos(a-b) + \cos(a+b)) \\ \sin(a) \cdot \cos(b) &= \frac{1}{2}(\sin(a-b) + \sin(a+b))\end{aligned}$$

### 9.1.5 Summen und Differenzen

$$\begin{aligned}\sin(a) + \sin(b) &= 2 \cdot \sin\left(\frac{a+b}{2}\right) \cdot \cos\left(\frac{a-b}{2}\right) \\ \sin(a) - \sin(b) &= 2 \cdot \sin\left(\frac{a-b}{2}\right) \cdot \cos\left(\frac{a+b}{2}\right) \\ \cos(a) + \cos(b) &= 2 \cdot \cos\left(\frac{a+b}{2}\right) \cdot \cos\left(\frac{a-b}{2}\right) \\ \cos(a) - \cos(b) &= -2 \cdot \sin\left(\frac{a+b}{2}\right) \cdot \sin\left(\frac{a-b}{2}\right) \\ \tan(a) \pm \tan(b) &= \frac{\sin(a \pm b)}{\cos(a) \cdot \cos(b)}\end{aligned}$$

### 9.1.6 Winkelvielfache und Halbwinkel

$$\begin{aligned}\sin(2a) &= 2 \sin(a) \cdot \cos(a) \\ \sin(3a) &= 3 \sin(a) - 4 \sin^3(a) \\ \sin(4a) &= 8 \cos^3(a) \cdot \sin(a) - 4 \cos(a) \cdot \sin(a) \\ \cos(2a) &= \cos^2(a) - \sin^2(a) \\ \cos(3a) &= 4 \cos^3(a) - 3 \cos(a) \\ \cos(4a) &= 8 \cos^4(a) - 8 \cos^2(a) + 1 \\ \sin\left(\frac{a}{2}\right) &= \sqrt{\frac{1}{2}(1 - \cos(a))} \quad \cos\left(\frac{a}{2}\right) = \sqrt{\frac{1}{2}(1 + \cos(a))}\end{aligned}$$

### 9.1.7 Potenzen

$$\begin{aligned}\sin^2(a) &= \frac{1}{2}(1 - \cos(2a)) \\ \sin^3(a) &= \frac{1}{4}(3 \sin(a) - \sin(3a)) \\ \sin^4(a) &= \frac{1}{8}(\cos(4a) - 4 \cos(2a) + 3) \\ \cos^2(a) &= \frac{1}{2}(1 + \cos(2a)) \\ \cos^3(a) &= \frac{1}{4}(\cos(3a) + 3 \cos(a)) \\ \cos^4(a) &= \frac{1}{8}(\cos(4a) + 4 \cos(2a) + 3)\end{aligned}$$

## 9.2 Ableitungsregeln

**Produktregel**  $(f(x) \cdot g(x))' = f'(x) \cdot g(x) + f(x) \cdot g'(x)$

Quotientenregel  $\left(\frac{u(x)}{v(x)}\right)' = \frac{u'(x) \cdot v(x) - u(x) \cdot v'(x)}{v(x)^2}$

**Kettenregel**  $g(f(x))' = g'(f(x)) \cdot f'(x)$

### 9.3 Ableitungen

Funktion $f(x)$	Ableitung $\frac{df(x)}{dx}$	Funktion $f(x)$	Ableitung $\frac{df(x)}{dx}$
1	0	$\sin(x)$	$\cos(x)$
0	0	$\cos(x)$	$-\sin(x)$
$\frac{1}{x}$	$-\frac{1}{x^2}$	$\tan(x)$	$\frac{1}{\cos^2(x)} = 1 + \tan^2(x)$
$x^a$	$a \cdot x^{a-1}$	$\arcsin(x)$	$\frac{1}{\sqrt{1-x^2}}$
$\sqrt{x}$	$\frac{1}{2\sqrt{x}}$	$\arccos(x)$	$-\frac{1}{\sqrt{1-x^2}}$
$e^x$	$e^x$	$\arctan(x)$	$\frac{1}{1+x^2}$
$\ln(x)$	$\frac{1}{x}$	$a^x$	$\ln(a) \cdot a^x$