# Schülerskript SMP

# MATHEMATIK

# Inhaltsverzeichnis

T	Folg	
	1.1	Verschiedene Darstellungen
		1.1.1 Explizite Darstellung
		1.1.2 Rekursive Darstellung
	1.2	Auffällige Folgen
		1.2.1 Arithmetische Folgen
		1.2.2 Geometrische Folgen
	1.3	Klassifizierung von Folgen
	1.0	
		1.3.1 Monotonie
		1.3.2 Beschränktheit
		1.3.3 Konvergenz
	1.4	Vollständige Induktion
_	ъ •	
2	Reil	
	2.1	Artithmetische Reihen
		2.1.1 Gauß'sche Summenformel
		2.1.2 Allgemein
	2.2	Geometrische Reihen
_	_	
3		ktionsuntersuchung
	3.1	Stetigkeit
	3.2	Differenzierbarkeit
		3.2.1 Zusammenhang zwischen Stetigkeit und Differenzierbarkeit
	3.3	Ableitungsregeln
		3.3.1 Produktregel
		3.3.2 Quotientenregel
		3.3.3 Kettenregel
		3.3.4 Tangente und Normale
	3.4	Vollständige Funktionsuntersuchung
		3.4.1 Definitionsbereich
		3.4.2 Achsenschnittpunkte
		3.4.3 Symmetrie
		3.4.4 Grenzwerte
		v I
		3.4.6 Monotonie
		3.4.7 Extremstellen
		3.4.8 Wendestellen
		3.4.9 Beispiel
	3.5	Funktionenscharen
1	т.:	anomatria
4	_	conometrie 10
	4.1	Kurze Wiederholung
	4.2	Additions- und Verdopplungssätze
	4.3	Allgemeine Sinus- und Kosinussätze
	4.4	Sinusfunktionen

Inhaltsverzeichnis Skript SMP

	4.5	Polarkoordinaten		18
		4.5.1 Umrechnung		18
	4.6	Beispiel einer Funktionsdiskussion		18
		4.6.1 Definitionsmenge		18
		4.6.2 Periodizität und Amplitude		18
		4.6.3 Nullstellen		19 19
		4.6.4       Ableitungen         4.6.5       Extremstellen		20
		4.6.6 Wendestellen		21
		4.6.7 Schaubild		$\frac{21}{22}$
		4.6.8 Symmetrie		22
		1.0.0 Symmetric	• •	
5	Vek	ctorielle Geometrie		<b>2</b> 3
	5.1	Vektoren		23
		5.1.1 Besondere Vektoren		23
	5.2	Basen und Erzeugendensystem		24
		5.2.1 Besondere Basen		24
		5.2.2 Basistransformation		25
	5.3	Winkel zwischen Vektoren		26
		5.3.1 Orientierte Winkel		26
		5.3.2 Rechnungen mit Winkeln		27
	5.4	Linearkombination		27
	5.5	Skalarprodukt		28
	5.6 5.7	Geraden		29 29
	5.8	Kreuzprodukt		29 29
	5.9	Spatprodukt		29
	0.9			
	5.10	l Dyadisches Produkt		- 29
		Dyadisches Produkt		29 29
		Sätze		29
6	5.11	Sätze		29 29 <b>33</b>
6	5.11 <b>Kon</b> 6.1	Sätze		29 29 <b>33</b> 33
6	5.11 <b>Ko</b> n	Sätze		29 29 33 33 34
6	5.11 <b>Kon</b> 6.1	Sätze		29 29 33 34 34
6	5.11 <b>Kon</b> 6.1	Sätze  5.11.1 Der Satz des Apollinius  mplexe Zahlen  Einführung  Darstellung komplexer Zahlen  6.2.1 Kartesische Darstellung  6.2.2 Polarkoordinatendarstellung		29 29 33 33 34 34 35
6	5.11 <b>Kon</b> 6.1	Sätze		29 29 33 33 34 34
	5.11 <b>Kon</b> 6.1 6.2	Sätze  5.11.1 Der Satz des Apollinius  mplexe Zahlen  Einführung  Darstellung komplexer Zahlen  6.2.1 Kartesische Darstellung  6.2.2 Polarkoordinatendarstellung  6.2.3 Umrechnung zwischen den Darstellungen		29 29 33 34 34 35 37
6	5.11  Kon 6.1 6.2	Sätze  5.11.1 Der Satz des Apollinius  mplexe Zahlen  Einführung  Darstellung komplexer Zahlen  6.2.1 Kartesische Darstellung  6.2.2 Polarkoordinatendarstellung  6.2.3 Umrechnung zwischen den Darstellungen  tistik und Wahrscheinlichkeit		29 29 33 33 34 34 35 37
	5.11 <b>Kon</b> 6.1 6.2	Sätze  5.11.1 Der Satz des Apollinius  mplexe Zahlen  Einführung  Darstellung komplexer Zahlen  6.2.1 Kartesische Darstellung  6.2.2 Polarkoordinatendarstellung  6.2.3 Umrechnung zwischen den Darstellungen  tistik und Wahrscheinlichkeit		29 29 33 34 34 35 37
	5.11  Kon 6.1 6.2  Stat 7.1	Sätze  5.11.1 Der Satz des Apollinius  mplexe Zahlen  Einführung  Darstellung komplexer Zahlen  6.2.1 Kartesische Darstellung  6.2.2 Polarkoordinatendarstellung  6.2.3 Umrechnung zwischen den Darstellungen  tistik und Wahrscheinlichkeit		29 29 33 33 34 34 35 37
7	5.11  Kon 6.1 6.2  Stat 7.1	Sätze 5.11.1 Der Satz des Apollinius  mplexe Zahlen Einführung Darstellung komplexer Zahlen 6.2.1 Kartesische Darstellung 6.2.2 Polarkoordinatendarstellung 6.2.3 Umrechnung zwischen den Darstellungen  tistik und Wahrscheinlichkeit Hypothesentests  thmetik		29 29 33 34 34 35 37 38
7	5.11  Kon 6.1 6.2  Stat 7.1  Arit 8.1	Sätze 5.11.1 Der Satz des Apollinius  mplexe Zahlen Einführung Darstellung komplexer Zahlen 6.2.1 Kartesische Darstellung 6.2.2 Polarkoordinatendarstellung 6.2.3 Umrechnung zwischen den Darstellungen  tistik und Wahrscheinlichkeit Hypothesentests  thmetik Die Macht der Arithmetik		29 29 33 34 34 35 37 38 38
7	5.11  Kon 6.1 6.2  Stat 7.1  Arit 8.1	Sätze 5.11.1 Der Satz des Apollinius  mplexe Zahlen Einführung Darstellung komplexer Zahlen 6.2.1 Kartesische Darstellung 6.2.2 Polarkoordinatendarstellung 6.2.3 Umrechnung zwischen den Darstellungen  tistik und Wahrscheinlichkeit Hypothesentests  thmetik Die Macht der Arithmetik  trizen		29 29 33 33 34 34 35 37 38 38 39 39
7	5.11  Kon 6.1 6.2  Stat 7.1  Arit 8.1  Mat 9.1	Sätze		29 29 33 33 34 34 35 37 38 39 39 40
7	5.11  Kon 6.1 6.2  Stat 7.1  Arit 8.1	Sätze 5.11.1 Der Satz des Apollinius  mplexe Zahlen Einführung Darstellung komplexer Zahlen 6.2.1 Kartesische Darstellung 6.2.2 Polarkoordinatendarstellung 6.2.3 Umrechnung zwischen den Darstellungen  tistik und Wahrscheinlichkeit Hypothesentests  thmetik Die Macht der Arithmetik  trizen		29 29 33 33 34 34 35 37 38 38 39 39
7 8	5.11  Kon 6.1 6.2  Stat 7.1  Arit 8.1  Mat 9.1 9.2	Sätze 5.11.1 Der Satz des Apollinius  mplexe Zahlen Einführung Darstellung komplexer Zahlen 6.2.1 Kartesische Darstellung 6.2.2 Polarkoordinatendarstellung 6.2.3 Umrechnung zwischen den Darstellungen  tistik und Wahrscheinlichkeit Hypothesentests  thmetik Die Macht der Arithmetik  trizen Lineare Gleichungssysteme und Gauß-Algorythmus LGS mit dem Taschenrechner lösen		29 29 33 34 34 35 37 38 39 40 40 41
7 8	5.11  Kor 6.1 6.2  Stat 7.1  Arit 8.1  Mat 9.1 9.2  Alge	Sätze 5.11.1 Der Satz des Apollinius  mplexe Zahlen Einführung Darstellung komplexer Zahlen 6.2.1 Kartesische Darstellung 6.2.2 Polarkoordinatendarstellung 6.2.3 Umrechnung zwischen den Darstellungen  tistik und Wahrscheinlichkeit Hypothesentests  thmetik Die Macht der Arithmetik  trizen Lineare Gleichungssysteme und Gauß-Algorythmus LGS mit dem Taschenrechner lösen		29 29 33 33 34 34 35 37 38 39 39 40
7 8	5.11  Kor 6.1 6.2  Stat 7.1  Arit 8.1  Mat 9.1 9.2  Alge	Sätze 5.11.1 Der Satz des Apollinius  mplexe Zahlen Einführung Darstellung komplexer Zahlen 6.2.1 Kartesische Darstellung 6.2.2 Polarkoordinatendarstellung 6.2.3 Umrechnung zwischen den Darstellungen  tistik und Wahrscheinlichkeit Hypothesentests  thmetik Die Macht der Arithmetik  trizen Lineare Gleichungssysteme und Gauß-Algorythmus LGS mit dem Taschenrechner lösen  corythmik Algorithmen und Programmierung		29 29 33 34 34 35 37 38 39 40 40 41 42
7 8	5.11  Kor 6.1 6.2  Stat 7.1  Arit 8.1  Mat 9.1 9.2  Alge	Sätze 5.11.1 Der Satz des Apollinius  mplexe Zahlen Einführung Darstellung komplexer Zahlen 6.2.1 Kartesische Darstellung 6.2.2 Polarkoordinatendarstellung 6.2.3 Umrechnung zwischen den Darstellungen  tistik und Wahrscheinlichkeit Hypothesentests  thmetik Die Macht der Arithmetik  trizen Lineare Gleichungssysteme und Gauß-Algorythmus LGS mit dem Taschenrechner lösen  corythmik Algorithmen und Programmierung 10.1.1 Pseudocode		29 29 33 34 34 35 37 38 39 40 41 41 42 42
7 8	5.11  Kor 6.1 6.2  Stat 7.1  Arit 8.1  Mat 9.1 9.2  Alge	Sätze 5.11.1 Der Satz des Apollinius  mplexe Zahlen Einführung Darstellung komplexer Zahlen 6.2.1 Kartesische Darstellung 6.2.2 Polarkoordinatendarstellung 6.2.3 Umrechnung zwischen den Darstellungen  tistik und Wahrscheinlichkeit Hypothesentests  thmetik Die Macht der Arithmetik  trizen Lineare Gleichungssysteme und Gauß-Algorythmus LGS mit dem Taschenrechner lösen  corythmik Algorithmen und Programmierung		29 29 33 33 34 34 35 37 38 39 40 41 41 42 42 42
7 8	5.11  Kor 6.1 6.2  Stat 7.1  Arit 8.1  Mat 9.1 9.2  Alge	Sätze 5.11.1 Der Satz des Apollinius  mplexe Zahlen Einführung Darstellung komplexer Zahlen 6.2.1 Kartesische Darstellung 6.2.2 Polarkoordinatendarstellung 6.2.3 Umrechnung zwischen den Darstellungen  tistik und Wahrscheinlichkeit Hypothesentests  thmetik Die Macht der Arithmetik  trizen Lineare Gleichungssysteme und Gauß-Algorythmus LGS mit dem Taschenrechner lösen  corythmik Algorithmen und Programmierung 10.1.1 Pseudocode 10.1.2 Python		29 29 33 33 34 34 35 37 38 39 40 41 42 42 42 42 42
7 8	5.11  Kon 6.1 6.2  Stat 7.1  Arit 8.1  Mat 9.1 9.2  Alge 10.1	Sätze . 5.11.1 Der Satz des Apollinius		29 29 33 33 34 34 35 37 38 39 40 41 42 42 42 42 42 42
7 8	5.11  Kon 6.1 6.2  Stat 7.1  Arit 8.1  Mat 9.1 9.2  Alge 10.1	Sätze . 5.11.1 Der Satz des Apollinius		29 29 33 33 34 34 35 37 38 39 40 41 42 42 42 42 43

Inhaltsverzeichnis Skript SMP

	10.2.2	Allgemeines Iterationsverfahren	43
11 Inte	egrale		44
11.1	Integra	alrechnung	44
	11.1.1	Stammfunktionen	44
	11.1.2	Begriff des Integrals	44
	11.1.3	Der Hauptsatz	45
	11.1.4	Integrationsregeln	46
	11 1 5	Beispiele zur Integration	49

## **FOLGEN**

#### Definition 1.0.0

Eine Funktion , bei der nur natürlichen Zahlen eine reelle Zahl zugeordnet wird, nennt man Folge. Folgen können auch nur für Teilbereiche von  $\mathbb N$  definiert sein.

 $(a_n)_{n\in\mathbb{N}}$  bezeichnet die Folge, wobei  $a:\mathbb{N}\to\mathbb{R}$ 

#### Bemerkung:

In einem Ausdruck muss das n immer dasselbe bleiben!

## 1.1 Verschiedene Darstellungen

#### 1.1.1 Explizite Darstellung

#### Definition 1.1.1

Wenn ein beliebiges Glied der Folge direkt berechenbar ist, ist ihre Darstellung explizit.

#### Beispiel:

- 1.  $a_n = 3^n \Rightarrow a_4 = 3^4 = 91$
- 2. Die Folge der n-ten positiven, ungeraden Zahl:  $a_n=1+2\cdot(n-1)\Rightarrow$  Die 8. positive, ungerade Zahl ist  $a_8=1+2\cdot(8-1)=15$

#### 1.1.2 Rekursive Darstellung

#### Definition 1.1.2

Wenn für die Berechnung des n - ten Gliedes einer Folge das (n - 1) - te Glied benötigt wird, ist ihre Darstellung rekursiv. In diesen Fällen braucht man immer ein Startglied, oft  $a_0$  oder  $a_1$ .

#### Beispiel:

- 1.  $a_n = 3 \cdot a_{n-1} + 2$ ;  $a_0 = 5$   $a_1 = 3 \cdot a_{1-1} + 2 = 3 \cdot a_0 + 2 = 3 \cdot 5 + 2 = 17$   $a_2 = 3 \cdot a_{2-1} + 2 = 3 \cdot a_1 + 2 = 3 \cdot 17 + 2 = 53$  $a_3 = 3 \cdot a_{3-1} + 2 = 3 \cdot a_2 + 2 = 3 \cdot 53 + 2 = 159$
- 2. Die Folge der n ten positiven, ungeraden Zahl:  $a_n = a_{n-1} + 2; a_1 = 1$

Kapitel 1. Folgen Skript SMP

#### Bemerkung:

Für manche Folgen sind beide Darstellungen möglich, wobei die explizite Darstellung oftmals viel praktischer ist, da die Berechnung der Folgeglieder anhand der rekursiven Darstellung schnell sehr aufwendig wird.

#### GTR-Tipp:

Wie man im GTR macht

#### Web-Diagramme

Hier handelt es sich um eine graphisches Verfahren, das dazu dient, das Verhalten einer Folge, deren Darstellung rekursiv ist, zu untersuchen.

Dazu muss man der rekursiven Folgenvorschrift eine Funktion  $f(a_{n-1}) = a_n$  zuordnen, sodass - grob gesagt - "die Funktion das Gleiche mit x macht, dass die Folge macht, um von  $a_n$  auf  $a_{n+1}$  zu kommen. Zusätzlich zeichnet man in ein kartesisches Koordinatensystem die Hauptdiagonale ein (entspricht dem Graphen von f(x) = x).

Dann trägt man das erste Folgeglied auf die Abzissenachse ein und verbindet ihn mit der entsprechenden Funktion anhand eines vertikalen

#### Bemerkung:

Dieses Verfahren kann aber ausschließlich bei rekusiven Folgen angewendet werden, bei denen keine zusätzliche Abhängigkeit von n vorliegt (Beispiel:  $a_n = 3 \cdot a_{n-1} + 3 + 4 \cdot n$ ) oder die Rekursivitätsebene den 1. Grad überschreitet, was bedeutet, dass  $a_n$  nicht nur in Abhängigkeit von  $a_{n-1}$  beschrieben wird, sondern zusätzlich von mindestens  $a_{n-2}$  (Beispiel: die Fibonacci-Folge).

#### GTR-Tipp:

Verwendung mit dem GTR

## 1.2 Auffällige Folgen

#### 1.2.1 Arithmetische Folgen

#### Definition 1.2.1

Eine Folge wird arithmetisch genannt, wenn die Differenz zweier aufeinander folgender Glieder konstant ist.

1. Rekursive Darstellung:

$$a_n = a_{n-1} + d$$

2. Explizite Darstellung:

Mit Startglied  $a_0$ :  $a_n = a_0 + n \cdot d$ 

Mit Startglied  $a_1$ :  $a_n = a_1 + (n-1) \cdot d$ 

Mit Startglied  $a_x$ :  $a_n = a_x + (n - x) \cdot d$ 

#### Bemerkung:

Letzteres gilt auch für beliebige Folgeglieder, also ist  $a_n = a_p + (n-p) \cdot d; n, p \in \mathbb{N}$ 

#### Beispiel:

$$\overline{a_n = a_{n-1} + 3}; a_0 = 0 \Leftrightarrow a_n = 0 + n \cdot 3$$

#### Bemerkung:

Jedes Folgeglied einer solchen Folge ist das arithmetische Mittel seines Vorgängers und Nachgängers:  $a_n = \frac{a_{n-1} + a_{n+1}}{2}$ 

#### 1.2.2 Geometrische Folgen

#### Definition 1.2.2

Eine Folge wird geometrisch genannt, wenn der Quotient zweier aufeinander folgender Glieder konstant ist.

1. Rekursive Darstellung:

$$a_n = a_{n-1} \cdot q$$

2. Explizite Darstellung:

Mit Startglied  $a_0$ :  $a_n = a_0 \cdot q^n$ 

Mit Startglied  $a_1$ :  $a_n = a_1 \cdot q^{n-1}$ 

Mit Startglied  $a_x$ :  $a_n = a_x \cdot q^{n-x}$ 

#### Bemerkung:

Letzteres gilt auch für beliebige Folgeglieder, also ist  $a_n = a_p \cdot q^{n-p}; n, p \in \mathbb{N}$ 

#### Beispiel:

$$\overline{a_n = a_{n-1}} \cdot 3; a_0 = 2 \Leftrightarrow a_n = 2 \cdot 3^n$$

#### Bemerkung

Jedes Folgeglied einer solchen Folge ist das geometrische Mittel seines Vorgängers und Nachgängers:

$$a_n = \sqrt{a_{n-1} \cdot a_{n+1}}$$

## 1.3 Klassifizierung von Folgen

- 1.3.1 Monotonie
- 1.3.2 Beschränktheit
- 1.3.3 Konvergenz

Definition

Epsilon-n0-Definition

Grenzwertsätze

## 1.4 Vollständige Induktion

## REIHEN

#### Definition 2.0.0

Eine Reihe ist eine Folge, deren Glieder die Partialsummen einer anderen Folge ist. Das bedeutet, dass das n-te Glied der Reihe, die Summe der ersten n Glieder einer anderen Folge ist. Man hat also:

- 1. Mit Startglied  $a_0$ :  $s_n = \sum_{i=0}^{n-1} a_i$
- 2. Mit Startglied  $a_1$ :  $s_n = \sum_{i=1}^n a_i$
- 3. Mit Startglied  $a_x$ :  $s_n = \sum_{i=x}^{x+n-1} a_i$

#### Bemerkung:

 $\overline{\text{In manchen}}$  Fällen steht  $s_n$  für die Partialsumme einer anderen Folge bis zum n-ten Glied. Dann gilt für ein beliebiges Startglied  $a_x$  der Folge:  $s_n = \sum_{i=x}^n a_i$ 

#### 2.1 Artithmetische Reihen

#### 2.1.1 Gauß'sche Summenformel

Die Gauß'sche Summenformel bezeichnet die Summe der n ersten natürlichen Zahlen, also:

$$1 + 2 + 3 + ... + n = \sum_{k=1}^{n} k = \frac{n(n+1)}{2}$$

#### Begründung:

	1	2	3	4	 $\mathbf{n}$
	n	n-1	n-2	n-3	 1
$\sum$	n+1	n+1	n+1	n+1	 n+1

So sieht man also, dass wenn man die vorher bestimmte Reihe mit sich selbst addiert (ein Mal davon "falschrum"), man n Mal n+1 bekommt. Um dann den Wert einer einzelnen Reihe zu bekommen teilt man durch zwei.

#### Bemerkung:

Die Gauß'sche Summenformel ist ein Spezialfall der arithmetischen Reihe, ihre Glieder werden **Dreieckszahlen** genannt.

7

#### Beweis

Um zu beweisen, dass für alle  $n \in \mathbb{N}$ 

$$\sum_{k=1}^{n} f(k) = g(n)$$

gilt, reicht es aus,

$$g(n) - g(n-1) = f(n)$$

für alle positiven n und

$$g(0) = 0$$

zu zeigen. In der Tat trifft dies hier zu:

$$g(n) - g(n-1) = \frac{n(n+1)}{2} - \frac{(n-1)n}{2} = \frac{n(n+1-n+1)}{2} = \frac{n \cdot 2}{2} = n = f(n)$$

für alle n

und 
$$g(0) = \frac{0 \cdot 1}{2} = 0$$

Quelle: Wikipedia (Gaußsche Summenformel)

Bemerkung: auch ein Beweis durch vollständige Induktion ist möglich

#### 2.1.2 Allgemein

#### Definition 2.1.2

Wenn  $s_n$  die Summe der ersten n Folgeglieder einer arithmetische Folge ist, heißt sie arithmetische Reihe.

Sei eine arithmetische Folge a mit Startglied  $a_x$  und s, die entsprechende Reihe, dann gilt

$$s_n = \frac{n \cdot (a_x + a_{x+n-1})}{2}$$

#### Bemerkung:

- 1. Am häufigsten wird verwendet:
  - Mit Startglied  $a_0: s_n = \frac{n \cdot (a_0 + a_{n-1})}{2}$
  - Mit Startglied  $a_1: s_n = \frac{n \cdot (a_1 + a_n)}{2}$
- 2. Alternativ kann auch folgende Darstellung verwendet werden:

$$s_n = \frac{n \cdot (2a_x + (n-1) \cdot d)}{2}$$

Kapitel 2. Reihen Skript SMP

#### Beweis

Sei eine arithmetische Folge a, mit Startglied  $a_x$  und Differenz d, und s die entsprechende Reihe ist.

$$s_{n} = a_{x} + a_{x+1} + a_{x+2} + \dots a_{x+n-1}$$

$$= a_{x} + (a_{x} + d) + (a_{x} + 2d) + \dots + (a_{x} + (n-1) \cdot d)$$

$$= n \cdot a_{x} + d + 2d + \dots + (n-1) \cdot d$$

$$= n \cdot a_{x} + (1 + 2 + \dots + (n-1)) \cdot d \qquad \text{(Gauß)}$$

$$= n \cdot a_{x} + \frac{(n-1) \cdot n}{2} \cdot d$$

$$= n \cdot \frac{2a_{x} + (n-1) \cdot d}{2}$$

$$= n \cdot \frac{a_{x} + a_{x+n-1}}{2}$$

$$= n \cdot \frac{a_{x} + a_{x+n-1}}{2}$$

#### 2.2 Geometrische Reihen

#### Definition 2.2.0

Wenn  $s_n$  die Summe der ersten n Folgeglieder einer geometrischen Folge ist, heißt sie geometrischen Reihe.

Sei eine geometrische Folge a mit Startglied  $a_x$  und s, die entsprechende Reihe, dann gilt

$$s_n = \sum_{i=x}^{n+x-1} a_i = a_x \cdot \frac{1-q^n}{1-q}$$

#### Bemerkung:

Am häufigsten wird verwendet:

- Mit Startglied  $a_0: s_n = a_0 \cdot \frac{1 q^n}{1 q}$
- Mit Startglied  $a_1: s_n = a_1 \cdot \frac{1-q^n}{1-q}$

Kapitel 2. Reihen Skript SMP

### Beweis

#### Allgemein:

$$\begin{aligned} &(1-q)(1+q+q^2+q^3+\ldots+q^n)\\ &=(1-q)+(q-q^2)+(q^2-q^3)+(q^3-q^4)+\ldots+(q^n-q^{n+1})\\ &=1+(-q+q)+(-q^2+q^2)+(-q^3+q^3)+\ldots+(-q^n+q^n)-q^{n+1}\\ &=1-q^{n+1} \end{aligned}$$

Man hat also 
$$\sum_{k=0}^{n} q^k = 1 + q + q^2 + q^3 + ... + q^n = \frac{1 - q^{n+1}}{1 - q}$$

Entsprechend ergibt sich 
$$\sum_{k=0}^{n-1} q^k = \underbrace{1 + q + q^2 + q^3 + \dots + q^{n-1}}_{n \quad Summanden} = \frac{1 - q^n}{1 - q}$$

Somit gilt für eine Reihe s, die die Partialsumme einer geometrischen Folge a, mit Quotient q und Anfangsglied  $a_x$ , ist, folgendes:

$$s_n = \sum_{i=x}^{x+n-1} a_i$$

$$= a_x + a_{x+1} + a_{x+2} + \dots + a_{x+n-1}$$

$$= a_x + a_x \cdot q + a_x \cdot q^2 + \dots + a_x \cdot q^{n-1}$$

$$= a_x \cdot (1 + q + q^2 + \dots + q^{n-1})$$

$$= a_x \cdot \sum_{k=0}^{n-1} q^k$$

$$= a_x \cdot \frac{1 - q^n}{1 - q}$$

## **FUNKTIONSUNTERSUCHUNG**

Die Analysis (griechisch análysis, deutsch "Auflösung") ist ein Teilgebiet der Mathematik. Die Untersuchung von reellen und komplexen Funktionen hinsichtlich Stetigkeit, Differenzierbarkeit und Integrierbarkeit zählt zu den Hauptgegenständen der Analysis. Die hierzu entwickelten Methoden sind in allen Naturund Ingenieurwissenschaften von großer Bedeutung.

### 3.1 Stetigkeit

#### Definition 3.1.0

Eine Funktion ist stetig an der Stelle  $x_0$ , wenn:

- 1.  $x_0 \in D$
- 2.  $\lim_{x \to x_0} f(x)$  existient
- 3.  $\lim_{x \to x_0^{\pm}} f(x) = f(x_0)$

Stetigkeit ist eine lokale Eigenschaft. Die Funktion f heit dann stetig, wenn sie an jeder Stelle ihrer Definitionsmenge stetig ist.

#### Bemerkung:

Ist f stetig und  $I \subset \mathbb{R}$  ein reelles Intevall, dann ist f(I) ebenfalls ein Intervall. Ist f zudem streng monoton, so ist die Umkehrfunktion  $f^{-1}$  ebenfalls stetig.

#### Bemerkung:

Stetige Funktionen haben sehr angenehme Eigenschaften, die intuitiv mit der "Definition" des Stiftes, welcher beim Zeichnen des Funktionsgraphen nicht angehoben wird, im Zusammenhang stehen.

So sagt der **Zwischenwertsatz** aus, dass eine reelle, im Intervall [a; b] stetige Funktion f jeden Wert zwischen f(a) und f(b) ainnimmt.

Haben a und b zudem verschiedene Vorzeichen, so verspricht der Zwischenwertsatz mindestens eine Nullstelle von f in diesem abgeschlossenen Intervall. Dieser Sonderfall ist als **Nullstellensatz** von Bolzano bekannt.

#### Definition 3.1.0

#### Zwischenwertsatz:

Ist  $f: [a;b] \Rightarrow$  eine stetige reelle Funktion die auf einem Intervall definiert ist, dann existiert zu **jedem**  $s \in [f(a); f(b)]$  bzw. [f(b); f(a)] (vom Vorzeichen der Funktionswerte abhängig) **ein**  $c \in [a;b]$  mit f(c) = s

#### Stetige Fortsetzungen

beim Vereinfachen von gebrochenrationalen Funktionen ist Vorsicht geboten, denn eine hebbare Definitionslcke "aufzuheben" verändert den Definitionsbereich der Funktion. Die daraus resultierende Funktion wird stetige Fortsetzung genannt.

#### 3.2 Differenzierbarkeit

#### Definition 3.2.0

Eine Funktion ist differenzierbar an der Stelle  $x_0 \in D$ , wenn der beitseitige Grenzwert des Differenzenquotienten für  $h \to 0$  existiert. Anschaulich soll Die Funktion links und rechts des  $x_0$  die selbe Ableitung haben.

$$\lim_{h \to 0^+} \frac{f(x_0 + h) - f(x_0)}{h} = \lim_{h \to 0^-} \frac{f(x_0 + h) - f(x_0)}{h} = f'(x_0)$$

Dieser Grenzwert ist die **Ableitung** von f an der Stelle  $x_0$ .

Die Funktion heit differenzierbar, wenn sie  $\forall x \in D$  differenzierbar ist.

Die Funktion f(x) = |x| ist nicht differenzierbar, da bei der Stelle  $x_0 = 0$  der linksseitige Grenzwert des Differenzenquotienten ( $\lim_{h\to 0^-} f'(x_0) = -1$ ) nicht mit dem rechtsseitigen Grenzwert (1) bereinstimmt.

#### 3.2.1 Zusammenhang zwischen Stetigkeit und Differenzierbarkeit

Ist eine Funktion f an der Stelle  $x_0$  differenzierbar, so ist sie an dieser Stelle auch stetig. Die Umkehrung gilt erst einmal nicht, aber es gibt eine verneinende Aussage: Ist f an der Stelle  $x_0$  nicht stetig, so ist sie hier auch nicht differenzierbar.

Ist eine Funktion differenzierbar und ist ihre Ableitung zusätzlich stetig, dann wird sie **Stetig differenzierbar** genannt.

## 3.3 Ableitungsregeln

Ein Ableitungswert gibt die Steigung an einem bestimmten Punkt an. Im Allgemeinen und zum Beweisen wird der Differentenquotient benötigt, um eine Ableitungsfunktion zu definieren, es geht aber in vielen Fällen schneller.

#### 3.3.1 Produktregel

#### Definition 3.3.1

Sind die Funktionen u und v an der Stelle  $x_0 \in D$  differenzierbar, dann ist die Funktion  $f(x) = u(x) \cdot v(x)$  bei  $x_0$  auch differenzierbar und es gilt:

$$f'(x0) = u'(x_0)v(x_0) + u(x_0)v'(x_0)$$

#### Beweis

$$\lim_{h \to 0} \frac{f(x_0 + h) - f(x_0)}{h} = \lim_{h \to 0} \frac{u(x_0)v(x_0 + h) - u(x_0)v(x_0)}{h}$$

$$= \lim_{h \to 0} \frac{u(x_0 + h)v(x_0 + h) - u(x_0)v(x_0 + h) + u(x_0)v(x_0 + h) - u(x_0)v(x_0)}{h}$$

$$= \lim_{h \to 0} \frac{u(x_0 + h)v(x_0 + h) - u(x_0)v(x_0 + h)}{h} + \lim_{h \to 0} \frac{u(x_0)v(x_0 + h) - u(x_0)v(x_0)}{h}$$

$$= \lim_{h \to 0} v(x_0 + h) \frac{u(x_0 + h) - u(x_0)}{h} \lim_{h \to 0} u(x_0) \frac{v(x_0 + h) - v(x_0)}{h}$$

$$= v(x_0) \lim_{h \to 0} \frac{u(x_0 + h) - u(x_0)}{h} + u(x_0) \lim_{h \to 0} \frac{v(x_0 + h) - v(x_0)}{h}$$

$$= u'(x_0)v(x_0) - u(x_0)v'(x_0)$$

#### 3.3.2Quotientenregel

#### Definition 3.3.2

Sind die Funktionen u und v an der Stelle  $x_0 \in D$  differenzierbar, dann ist die Funktion  $f(x) = \frac{u(x)}{v(x)}$ bei  $x_0$  auch differenzierbar und es gilt:

$$f'(x_0) = \frac{u'(x_0) \cdot v(x_0) - u(x_0) \cdot v'(x_0)}{v^2(x_0)}$$

Beweis
$$\lim_{h \to 0} \frac{f(x_0 + h) - f(x_0)}{h} = \lim_{h \to 0} \frac{\frac{u(x_0 + h)}{v(x_0 + h)} - \frac{u(x_0)}{v(x_0)}}{\frac{h}{v(x_0 + h)} - \frac{u(x_0)}{v(x_0)}}$$

$$= \lim_{h \to 0} \frac{\frac{u(x_0 + h)}{v(x_0 + h)} - \frac{u(x_0)}{v(x_0 + h)}}{\frac{u(x_0 + h)v(x_0)}{v(x_0 + h)v(x_0)} - \frac{u(x_0)v(x_0 + h)}{v(x_0v(x_0 + h))}}$$

$$= \lim_{h \to 0} \frac{\frac{u(x_0 + h)v(x_0) - u(x_0)v(x_0 + h)}{v(x_0 + h)v(x_0)h}}{\frac{u(x_0 + h)v(x_0) - u(x_0)v(x_0) + u(x_0)v(x_0 + h) + u(x_0)v(x_0)}{v(x_0 + h)v(x_0)}}$$

$$= \lim_{h \to 0} \frac{\frac{u(x_0 + h)v(x_0) - u(x_0)v(x_0) - u(x_0)v(x_0 + h) + u(x_0)v(x_0)}{v(x_0 + h)v(x_0)}}{\frac{u(x_0 + h)v(x_0) - u(x_0)v(x_0) - u(x_0)v(x_0 + h) - v(x_0)}{h}}$$

$$= \lim_{h \to 0} \frac{\frac{u(x_0 + h) - u(x_0)}{h}}{v(x_0 + h)v(x_0)}$$

$$= \lim_{h \to 0} \frac{\frac{u(x_0 + h) - u(x_0)}{h}}{v(x_0 + h)v(x_0)}$$

$$= \lim_{h \to 0} \frac{\frac{u(x_0 + h) - u(x_0)}{h}}{v(x_0 + h)v(x_0)}$$

$$= \frac{u'(x_0)v(x_0) - u(x_0)v'(x_0)}{v(x_0)}$$

$$= \frac{u'(x_0)v(x_0) - u(x_0)v'(x_0)}{v(x_0)}$$

#### 3.3.3 Kettenregel

#### Definition 3.3.3

Die Funktion v sei an der Stelle  $x_0$  differenzierbar und die Funktion u an der Stelle  $v(x_0)$ . Dann ist die Funktion  $f = u \circ v$  mit der Gleichung f(x) = u(v(x)) an der Stelle  $x_0$  differenzierbar. Es gilt:

$$f'(x_0) = v'(x_0) \cdot u'(v(x_0))$$

#### 3.3.4 Tangente und Normale

#### Definition 3.3.4

Ist die Funktion f differenzierbar an der Stelle  $x_0$ , dann hat die **Tangente** an dem Graphen von f die Steigung  $a = f'(x_0)$  und den Y-Achsenabschnitt  $b = -f'(x_0) \cdot x_0 + f(x_0)$ . Daraus ergibt sich die Tangentengleichung:

$$T_{x_0}(x) = f'(x_0) \cdot (x - x_0) + f(x_0)$$

Eine Merkhilfe dazu ist das Wort "Fuxufu", wobei "u" dem  $x_0$  entspricht.

Die **Normale** an der Stelle  $x_0$  bezeichnet die Gerade, die genau senkrecht zur Tangente steht und diese im Berührpunkt des Graphen schneidet.

$$N_{x_0}(x) = \frac{1}{f'(x_0)} \cdot (x - x_0) + f(x_0)$$

## 3.4 Vollständige Funktionsuntersuchung

#### 3.4.1 Definitionsbereich

Am Anfang muss der Definitionsbereich angegeben werden, um eventuelle Divisionen durch null zu vermeiden. Man achte dabei auch auf hebbare Definitionslücken (siehe "Stetigkeit")

#### 3.4.2 Achsenschnittpunkte

Es gibt zwei Arten von Achsenschnittpunkten:

- 1. X-Achsenschittpunkte (Nullstellen), die man mit f(x) = 0 herausfindet
- 2. Y-Achsenschnittpunkt, den man durch einsetzen bekommt: f(0)

#### 3.4.3 Symmetrie

#### Y-Achsensymmetrie

Durch Lösung der Gleichung f(x) = f(-x) findet man heraus ob die Funktion achsensymmetrisch ist. Zudem ist die Funktion dann achsensymmetrisch, wenn nur gerade Exponenten vorhanden sind.

#### Symmetrie zum Origo

Durch Lösung der Gleichung f(x) = -f(-x) findet man heraus ob die Funktion punktsymmetrisch ist. Zudem ist die Funktion dann punktsymmetrisch, wenn nur ungerade Exponenten vorhanden sind.

#### Symmetrie zu einem beliebigen Punkt

#### Definition 3.4.3

Symmetrie zu einem Punkt liegt vor, wenn für den Punkt  $P(x_0|y_0)$  gilt:

$$f(x_0 + h) - y_0 = -f(x_0 - h) + y_0$$

#### Beispiel:

$$f(x) = \frac{x}{x-1}$$

Aus dem Schnittpunkt der Asymptoten kann man vermuten, dass f(x) achsensymmetrisch zum Punkt P(1|1) ist.

#### 3.4.4 Grenzwerte

#### Definition 3.4.4

Das Symbol  $\lim_{x\to x_0} f(x)$  mit  $x_0 \in \mathbb{R}$  ( $\pm \infty$  eingeschlossen) bezeichnet den Limes der reellen Funktion  $f: D \to \mathbb{R}$  für den Grenzübergang von x gegen eine Stelle  $x_0$ , wobei  $x_0$  nicht umbedingt in der Definitionsmenge von f enthalten sein muss.

Eine Zahl  $g \in \mathbb{R}$  ist der Grenzwert einer Funktion  $f: D \to \mathbb{R}$  für  $x \to x_0$ , falls für jede Folge  $(a_n)_{n \in \mathbb{N}}$  mit Folgegliedern aus D und Grenzwert  $x_0$  die Folge  $(f(a_n))_{n \in \mathbb{N}}$  den Grenzwert g hat.

$$\lim_{x \to x_0} f(x) = g \quad \Leftrightarrow \quad \forall (a_n)_{n \in \mathbb{N}} \text{ mit } \lim_{n \to \infty} a_n = x_0 : \lim_{n \to \infty} f(a_n) = g$$

#### 3.4.5 Asymptoten

Eine Asymptote ist eine Gerade oder Kurve, die sich dem Graphen einer Funktion immer weiter annähert. Dabei unterscheidet man verschiedene Fälle:

#### Definition 3.4.5

1. Senkrechte Asymptote: Hat f an der stelle  $x_0$  eine Polstelle, und gilt:

$$\lim_{x \to x_{0^+}} f(x) = \pm \infty$$

dann ist die Gerade  $x = x_0$  eine senkrechte Asymptote von f.

2. Waagerechte Asymptote: Konvergiert f für  $x \to \infty$  gegen eine reelle Zahl  $g \in \mathbb{R}$ , das heit  $\lim_{x \to x_{0^+}} f(x) = g.$ 

Die Gerde y = g ist die waagerechte Asymptote von f. Das Gleiche gilt für  $\lim$ .

Bei gebrochenrationalen Funktionen ist dies der Fall, wenn der Zählergrad kleiner (dann ist g=0) oder gleich dem Nennergrad m ist.

3. Schräge Asymptote: Sie ist eine Gerade  $(g:\mathbb{R}\to\mathbb{R})$ , der sich f mit  $|x|\to\infty$  beliebig annähert:

$$\lim_{x \to \infty} [f(x) - g(x)] = 0 \text{ oder } \lim_{x \to -\infty} [f(x) - g(x)] = 0$$

Bei einer gebrochenrationalen Funktion ist der "Fehlergrad"???(wie nennt man das??), das heit der Abstand von g zu f durch den Rest der Polynomdivision von Zähler mit Nenner gegeben.

4. Asymptotische Kurven Indem man in der Definition der schrägen Asymptote auch Polynome zulässt, erhält man Näherungskuven, die die gleiche Limesbedingung erfüllen muss:

$$\lim_{x\to\infty}\left[f(x)-P(x)\right]=0 \text{ oder } \lim_{x\to-\infty}\left[f(x)-P(x)\right]=0$$
 Diese begegnen einen bei gebrochen  
rationalen Funktion mit  $n>m+1.$ 

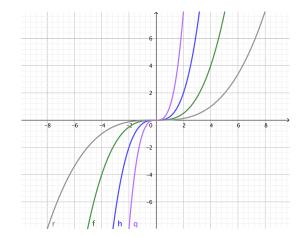
- 3.4.6 Monotonie
- 3.4.7Extremstellen
- 3.4.8 Wendestellen
- 3.4.9 Beispiel
- 3.5 Funktionenscharen

Erklärung:

Eine **Funktionenschar** ist eine Menge von Funktionen, die neben der Variable auch noch einen veränderlichen Parameter im Funktionsterm enthält. Jedem Wert des Parameters ist ein Graph der Schar zugeordnet. Der Parameter, oft a, wird hierbei überall wie eine Konstante behandelt.

Der Punkt, den alle Graphen, unabhängig von ihren Parametern, beinhalten, nennt man Bündel. Die Graphen einer Funktionenschar bilden gemeinsam eine Kurvenschar.

Hier ist die Kurvenschar der Funktion  $f(x) = ax^3$ . Sie verlaufen alle durch das Bündel P(0|0)



## TRIGONOMETRIE

#### 4.1 Kurze Wiederholung

#### Definition 4.1.0

Im Kreis mit Radius 1 gelte:

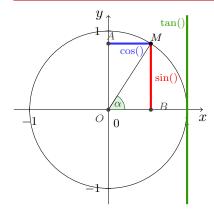
$$\cos(\alpha) = x_{\scriptscriptstyle M}$$

$$\sin(\alpha) = y_{\scriptscriptstyle M}$$

$$\cos(\alpha) = x_M$$

$$\sin(\alpha) = y_M$$

$$\tan(\alpha) = \frac{\sin(\alpha)}{\cos(\alpha)}$$



Es ergeben sich folgende (wissenswerte) Werte:

	0°	30°	45°	60°	90°	180°	270°	360°
	0	$\frac{\pi}{6}$	$\frac{\pi}{4}$	$\frac{\pi}{3}$	$\frac{\pi}{2}$	$\pi$ ।	$\frac{3\pi}{2}$	$2\pi$
$\sin(\alpha)$	0	$\frac{1}{2}$	$\frac{1}{\sqrt{2}}$	$\frac{\sqrt{3}}{2}$	1	0	-1	0
$\cos(\alpha)$	1	$\frac{\sqrt{3}}{2}$	$\frac{1}{\sqrt{2}}$	$\frac{1}{2}$	0	-1	0	1
$\tan(\alpha)$	0	$\frac{1}{\sqrt{3}}$	1	$\sqrt{3}$	X	0	X	0

## 4.2 Additions- und Verdopplungssätze

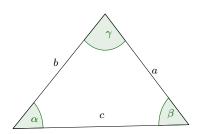
# Theorem $\cos(a - b) = \cos(a)\cos(b) + \sin(a)\sin(b)$ $\sin(a - b) = \sin(a)\cos(b) - \cos(a)\sin(b)$ $\cos(a + b) = \cos(a)\cos(b) - \sin(a)\sin(b)$ $\sin(a + b) = \sin(a)\cos(b) + \cos(a)\sin(b)$

Hieraus ergeben sich einige weitere Relationen, wie z.B.  $\sin(2a)$ . Diese lassen sich jedoch schnell und leicht herleiten.

## 4.3 Allgemeine Sinus- und Kosinussätze

In einem beliebigen Dreieck gelten abgewandelte Formen der aus der 8. Klasse bekannten Sätze:

# Theorem $\frac{a}{sin(\alpha)} = \frac{b}{sin(\beta)} = \frac{c}{sin(\gamma)}$ $c = a + b - 2abcos(\gamma)$



Man bemerkt, dass sich die bekannten Relationen ergeben, wenn einer der Winkel den Wert  $\frac{\pi}{2}$  annimmt.

#### 4.4 Sinusfunktionen

Zur Vollständigen Funktionsdiskussion einer Sinus-Funktion sind einige Besonderheiten zu beachten:

- 1. Amplitude und Periodizität Eine Funktion der Form  $f(x) = a \cdot \sin(b(x-c)) + d$  hat:
  - die Periode  $P = \frac{2\pi}{|b|}$
  - die Amplitude A = |a|
  - $\bullet$  die Verschiebung entlang der x-Achse um d und entlang der y-Achse um c
- 2. Symmetrieeigenschaften

Hier sollte zumindest bekannt sein, dass  $f(x) = \sin(x)$  punktsymmetrisch zum Origo ist, und dass  $f(x) = \cos(x)$  Achsensymmetrisch zur y-Achse ist.

3. Die Null-, Extrem- und Wendestellen sind in Form einer Menge anzugeben. (Es sei denn, die Aufgabenvorschrift fordert explizit auf eine Begrenzung auf ein angegebenes Intervall auf)

Beispiel:

Die Nullstellen der Funktion  $f(x) = \sin(x)$  lassen sich dartstellen als:  $x \in \{k\pi | k \in \mathbb{Z}\}$ 

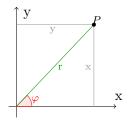
4. Bei der Teilung durch eine Sinusfunktion können Definitionslücken an dessen Nullstellen entstehen. Auch diese können in der bereits gezeigten Form angegeben werden.

#### 4.5 Polarkoordinaten

In der Kursstufe beschränken wir uns auf die Benutzung von Polarkoordinaten für Punkte in der Ebene (2D).

#### Definition 4.5.0

Polarkoordinaten sind eine Form der eindeutigen Punktangaben, doch anstatt wie kartesische Koordinaten 2 Entfernungen x und y zu verwenden, haben sie die Form  $(r|\varphi)$ . r ist hierbei die Entfernung zum Origo und  $\varphi$  ein orientierter Winkel (in rad).



#### 4.5.1 Umrechnung

 $Kartesisch \rightarrow Polar$ 

- $\bullet \ r = \sqrt{x^2 + y^2}$
- $\varphi = \tan(\frac{y}{x})$

 $Polar \rightarrow Kartesisch$ 

- $x = r \cdot \cos(\varphi)$
- $y = r \cdot \sin(\varphi)$

## 4.6 Beispiel einer Funktionsdiskussion

Sei die Funktion  $f(x) = 2\cos(x) + 2\sin(x)\cos(x)$ , ihr Schaubild sei K.

Untersuchen Sie K im Intervall  $[0; 2\pi]$  auf gemeinsame Punkte mit der x-Achse, sowie Extrem- und Wendepunkte. Zeichnen Sie K im Intervall  $[0; 2\pi]$ . Untersuchen Sie K auf Symmetrie.

## 4.6.1 Definitionsmenge

 $D = \mathbb{R}$ 

## 4.6.2 Periodizität und Amplitude

Die Periode von f ist  $P=2\pi.$  Die Amplitude A beträgt  $\frac{3}{2}\sqrt{3}.$ 

#### 4.6.3 Nullstellen

#### Notwendige und hinreichende Bedingung

$$f(x) = 0$$

$$\Leftrightarrow 2\cos(x) + 2\sin(x)\cos(x) = 0$$

$$\Leftrightarrow 2\cos(x)(1 + \sin(x)) = 0$$

$$S.d.N \begin{cases} 2\cos(x) = 0 \\ 1 + \sin(x) = 0 \end{cases}$$

$$\Leftrightarrow \begin{cases} \cos(x) = 0 \\ \sin(x) = -1 \end{cases}$$

$$\Leftrightarrow \begin{cases} x_1 = \frac{1}{2}\pi \\ x_2 = \frac{3}{2}\pi \end{cases}$$

$$\Rightarrow \mathbb{L} = \{(\frac{1}{2}\pi|0); (\frac{3}{2}\pi|0)\}$$

#### 4.6.4 Ableitungen

$$f'(x) = -2\sin(x) + 2(\cos(x)\cos(x) - \sin(x)\sin(x))$$

$$= -2\sin(x) + 2(\cos^{2}(x) - \sin^{2}(x))$$

$$= -2\sin(x) + 2(1 - \sin^{2}(x) - \sin^{2}(x))$$

$$= -4\sin^{2}(x) - 2\sin(x) + 2$$

$$f''(x) = -4(\cos(x)\sin(x) + \sin(x)\cos(x)) - 2\cos(x)$$

$$= -8\sin(x)\cos(x) - 2\cos(x)$$

$$f'''(x) = -8(\cos(x)\cos(x) - \sin(x)\sin(x)) + 2\sin(x)$$

$$= -8(1 - \sin^{2}(x) - \sin^{2}(x)) + 2\sin(x)$$

$$= 16\sin^{2}(x) + 2\sin(x) - 8$$

#### 4.6.5 Extremstellen

#### Notwendige Bedingung

$$f'(x) = 0$$

$$\Leftrightarrow 4\sin^{2}(x) - 2\sin(x) + 2 = 0$$

$$Substitution: y = \sin(x)$$

$$\Rightarrow 4y^{2} - 2y + 2 = 0$$

$$\stackrel{ABC-Formel}{\Rightarrow} y_{1,2} = \frac{2 \pm \sqrt{(-2)^{2} - 4 * (-4) * 2}}{-8}$$

Resusbsitution:

$$\Rightarrow \begin{cases} \sin(x) &= \frac{2 + \sqrt{20}}{-8} \\ \sin(x) &= \frac{2 - \sqrt{20}}{-8} \end{cases}$$
$$\Rightarrow \mathbb{L} = \{\frac{1}{6}\pi; \frac{5}{6}\pi; \frac{3}{2}\pi\}$$

#### Hinreichende Bedingung

$$f''(x) \neq 0$$

$$\Rightarrow \begin{cases} f''(\frac{1}{6}\pi) & \stackrel{?}{=} 0 \\ f''(\frac{5}{6}\pi) & \stackrel{?}{=} 0 \end{cases}$$

$$\Rightarrow \begin{cases} 8\sin(\frac{1}{6}\pi)\cos(\frac{1}{6}\pi) - 2\sin(\frac{1}{6}\pi) & \stackrel{?}{=} 0 \\ 8\sin(\frac{5}{6}\pi)\cos(\frac{5}{6}\pi) - 2\sin(\frac{5}{6}\pi) & \stackrel{?}{=} 0 \end{cases}$$

$$\Leftrightarrow \begin{cases} 8\sin(\frac{3}{2}\pi)\cos(\frac{3}{2}\pi) - 2\sin(\frac{3}{2}\pi) & \stackrel{?}{=} 0 \\ 8\sin(\frac{3}{2}\pi)\cos(\frac{3}{2}\pi) - 2\sin(\frac{3}{2}\pi) & \stackrel{?}{=} 0 \end{cases}$$

$$\Leftrightarrow \begin{cases} 8*\frac{1}{2}*\frac{\sqrt{3}}{2} - 2*\frac{\sqrt{3}}{2} & \stackrel{!}{\neq} 0 , < 0 \Rightarrow HP \\ 8*\frac{1}{2}*-\frac{\sqrt{3}}{2} - 2*-\frac{\sqrt{3}}{2} & \stackrel{!}{\neq} 0 , > 0 \Rightarrow TP \\ 8*(-1)(0) - 2(0) & \stackrel{!}{=} 0 \Rightarrow \text{kein } EP \end{cases}$$

#### **Ergebnis**

Auf dem Intervall  $[0; 2\pi]$  besitzt K den Hochpunkt  $H(\frac{1}{6}\pi|f(\frac{1}{6}\pi))$  und den Tiefpunk  $T(\frac{5}{6}\pi|f(\frac{5}{6}\pi))$ .  $\Leftrightarrow H(\frac{1}{6}\pi|\frac{3}{2}\sqrt{3})$  und  $T(\frac{5}{6}\pi|-\frac{3}{2}\sqrt{3})$ .

#### 4.6.6 Wendestellen

#### Notwendige Bedingung

$$f''(x) = 0$$

$$\Leftrightarrow -8\sin(x)\cos(x) - 2\cos(x) = 0$$

$$\Leftrightarrow \cos(x)(-2 - 8\sin(x)) = 0$$

$$\stackrel{SdN}{\Rightarrow} \begin{cases} \cos(x) = 0 \\ \sin(x) = -\frac{1}{4} \end{cases}$$

$$\Rightarrow \mathbb{L} = \{\frac{1}{2}\pi; \frac{3}{2}\pi; \sim 3,394; \sim 6,031\}$$

#### Hinreichende Bedingung

$$f'''(x) \neq 0$$

$$\begin{cases}
f'''(\frac{1}{2}\pi) & \stackrel{?}{=} 0 \\
f'''(\frac{3}{2}\pi) & \stackrel{?}{=} 0 \\
f'''(3,394) & \stackrel{?}{=} 0 \\
f'''(6,031) & \stackrel{?}{=} 0
\end{cases}$$

$$\Leftrightarrow \begin{cases}
16 \sin^2(\frac{1}{2}\pi) + \sin(\frac{1}{2}\pi) - 8 & \stackrel{?}{=} 0 \\
16 \sin^2(\frac{3}{2}\pi) + \sin(\frac{3}{2}\pi) - 8 & \stackrel{?}{=} 0 \\
16 \sin^2(3,394) + \sin(3,394) - 8 & \stackrel{?}{=} 0 \\
16 \sin^2(6,031) + \sin(6,031) - 8 & \stackrel{?}{=} 0
\end{cases}$$

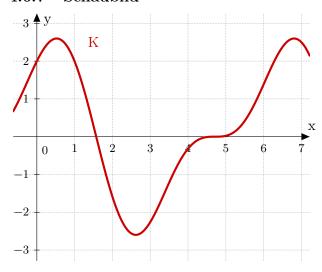
$$\Leftrightarrow \begin{cases}
16 * 1 + 1 - 8 & \stackrel{!}{\neq} 0 \\
16 * 1 - 1 - 8 & \stackrel{!}{\neq} 0
\end{cases}, > 0, \text{ außerdem: } f'(\frac{3}{2}\pi) = 0 \Rightarrow Sattelpunkt$$

$$-7, 5 & \stackrel{!}{=} 0 \\
-7, 5 & \stackrel{!}{=} 0 \end{cases}, < 0 \Rightarrow WP$$

#### Ergebnis

Auf dem Intervall  $[0; 2\pi]$  besitzt K die Wendepunkte  $(\frac{1}{2}\pi|f(\frac{1}{2}\pi)), (3, 394|f(3, 394)), (6, 031|f(6, 031))$  und den Sattelpunkt  $(\frac{3}{2}\pi|f(\frac{3}{2}\pi)).$   $\Leftrightarrow$  W<sub>1</sub> $(\frac{1}{2}\pi|0), W_2(3, 394|-1, 452), W_3(6, 031|1, 452), S(\frac{3}{2}\pi|0).$ 

#### 4.6.7 Schaubild



#### 4.6.8 Symmetrie

K ist punktsymmetrisch zu  $W_1$ , denn es gilt:

$$f(\frac{1}{2}\pi + x) = -1 * f(\frac{1}{2}\pi - x)$$

$$\Leftrightarrow 2\cos(\frac{1}{2}\pi + x) + 2\sin(\frac{1}{2}\pi + x)\cos(\frac{1}{2}\pi + x) = -1 * (2\cos(\frac{1}{2}\pi - x) + 2\sin(\frac{1}{2}\pi - x)\cos(\frac{1}{2}\pi - x))$$

$$\Leftrightarrow -2\sin(x) - 2\cos(x)\sin(x) = -1 * (2\sin(x) + 2\cos(x)\sin(x))$$

K ist außerdem zu S punktsymmetrisch, denn es gilt:

$$\begin{split} f(\frac{3}{2}\pi + x) &= -1 * f(\frac{3}{2}\pi - x) \\ \Leftrightarrow 2\cos(\frac{3}{2}\pi + x) + 2\sin(\frac{3}{2}\pi + x)\cos(\frac{3}{2}\pi + x) &= -1 * (2\cos(\frac{3}{2}\pi - x) + 2\sin(\frac{3}{2}\pi - x)\cos(\frac{3}{2}\pi - x)) \\ \Leftrightarrow 2\sin(x) + 2\cos(x)\sin(x) &= -1 * (-2\sin(x) - 2\cos(x)\sin(x)) \end{split}$$

## Vektorielle Geometrie

#### 5.1 Vektoren

#### Definition 5.1.0

Ein Vektor ist Element eines Vektorraums.

Vektorräume, wir erinnern uns zurück. Verknüpfungen, inverse Elemente und die dazugehörenden Gesetze, konsequente Definitionen und mathematische Korrektheit, die guten alten Zeiten...

Tatsächlich kann ein Vektor in den meisten Fällen als Verschiebung bezeichnet werden, nicht aber als Pfeil oder Strich!

#### 5.1.1 Besondere Vektoren

#### Der Ortsvektor

Der Vektor von O auf den Punkt P, geschrieben als  $\overrightarrow{OP}$  oder  $\overrightarrow{o}$ .

Hat 
$$P$$
 die Koordinaten  $(P_1|P_2|...|P_n)$ , so besitzt  $\vec{\sigma}$  die Darstellung  $\begin{pmatrix} P_1 \\ P_2 \\ ... \\ P_n \end{pmatrix}$ .

#### Der Nullvektor

Der Vektor mit Wert  $\begin{pmatrix} 0 \\ 0 \\ \dots \\ 0 \end{pmatrix}$ , er hat keine und alle Richtungen zugleich.

#### Bemerkung:

Er ist somit das neutrale Element der Vektoraddition.

#### Der Verbindungsvektor

Der Vektor  $\overrightarrow{AB}$  ist der Vektor, der den Punkt A auf den Punkt B abbildet. Er ist definiert als:  $\overrightarrow{AB} = \overrightarrow{OB} - \overrightarrow{OA}$ , woraus folgt, dass:

$$\overrightarrow{AB} = \begin{pmatrix} b_1 - a_1 \\ b_2 - a_2 \\ \dots \\ b_n - a_n \end{pmatrix}.$$

#### Der Gegenvektor

Der Gegenvektor zu  $\overrightarrow{AB}$  ist  $\overrightarrow{BA}$ , definiert als  $-\overrightarrow{AB}$ .

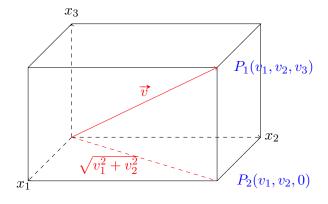
#### Bemerkung:

Er ist somit das inverse Element der Vektoraddition.

#### Der Einheitsvektor

Norm eines Vektors

Die Norm eines Vektors ist anschaulich als seine Länge zu interpretieren. Der Betrag, wie sie ebenfalls genannt wird, eines Vektors  $\overrightarrow{v}$  ist folgendermaßen definiert:  $|\overrightarrow{v}| = \sqrt{\sum_{i=1}^n v_i^2}; \overrightarrow{v} \in \mathbb{R}^n$ .



Anhand dieser Graphik lässt sich die Berechnung der Norm eines Vektors  $\vec{v} \in \mathbb{R}^3$  verdeutlichen. Für diesen glit:  $|\vec{v}| = \sqrt{v_1^2 + v_2^2 + v_3^2}$ .

Ein Vektor, dessen Norm 1 beträgt wird als normiert oder Einheitsvektor bezeichnet. Für jeden Vektor  $\overrightarrow{v} \in \mathbb{R}^3$  existiert ein Einheitsvektor  $\overrightarrow{v^*}$ , der folgendermaßen definiert wird:  $\overrightarrow{v^*} = \frac{1}{|\overrightarrow{v}|} * \overrightarrow{v}$ .

## 5.2 Basen und Erzeugendensystem

Eine endliche Anzahl von Vektoren  $\overrightarrow{a_1}, \overrightarrow{a_2}, ..., \overrightarrow{a_n} \in V$  heißt Erzeugendensystem, wenn sich jeder Vektor $\overrightarrow{v} \in V$  als Linearkombination dieser Vektoren schreiben lässt. Um ein Erzeugendensystem zu bilden benötigt man mindestens die Anzahl Vektoren, die der Anzahl von Dimensionen von  $\overrightarrow{v}$  entspricht. Wenn man **genau** diese Anzahl besitzt, spricht man von einer Basis.

#### 5.2.1 Besondere Basen

#### Orthogonalbasis

Sind die Vektoren der Basis paarweise orthogonal zueinander, so spricht man von einer **Orthogonal-basis**.

#### Orthonormalbasis

Sind die Vektoren zusätzlich zu dieser Bedingung normiert, wird sie als **Orthonormalbasis** bezeichnet. Die einfachste und meist benutzte Basis des  $\mathbb{R}^3$  besteht aus den drei Vektoren  $\overrightarrow{e_1} = \begin{pmatrix} 1 \\ 0 \\ 0 \end{pmatrix}, \overrightarrow{e_2} = \begin{pmatrix} 0 \\ 1 \\ 0 \end{pmatrix}, \overrightarrow{e_3} = \begin{pmatrix} 0 \\ 0 \\ 1 \end{pmatrix}$ . Sie wird als **Standardbasis** des  $\mathbb{R}^3$  bezeichnet. Vektoren wie  $\overrightarrow{v} = \begin{pmatrix} 2 \\ 3 \\ 8 \end{pmatrix}$  lassen sich als eine Linearkombination der drei Vektoren der Standardbasis darstellen:  $\overrightarrow{v} = 2 \cdot \overrightarrow{e_1} + 3 \cdot \overrightarrow{e_2} + 8 \cdot \overrightarrow{e_3}$ .

#### 5.2.2 Basistransformation

Bilden die Vektoren  $\overrightarrow{a_1}, \overrightarrow{a_2}, ..., \overrightarrow{a_n}$  eine Basis des n-dimensionalen Vektorraums V und sei der Vektor  $\overrightarrow{v} = \begin{pmatrix} v_1 \\ v_2 \\ ... \\ v_n \end{pmatrix}$ ;  $\overrightarrow{v} \in V$ . Dann gilt wie üblich:  $\overrightarrow{v} = v_1 \cdot \overrightarrow{a_1} + v_2 \cdot \overrightarrow{a_2} + ... + v_n \cdot \overrightarrow{a_n}$ . Sei eine weitere Basis

$$\overrightarrow{b_1}, \overrightarrow{b_2}, ..., \overrightarrow{b_n} \text{ des selben Vektorraumes, so besitzt der Vektor } \overrightarrow{v} \text{ andere Koordinaten: } \overrightarrow{v} = \begin{pmatrix} v_1' \\ v_2' \\ ... \\ v_n' \end{pmatrix}. \text{ Dabei}$$

$$\text{muss gelten: } \overrightarrow{v} = v_1 \cdot \overrightarrow{a_1} + v_2 \cdot \overrightarrow{a_2} + ... + v_n \cdot \overrightarrow{a_n} = v_1' \cdot \overrightarrow{b_1} + v_2' \cdot \overrightarrow{b_2} + ... + v_n' \cdot \overrightarrow{b_n}.$$

#### Bemerkung:

Um die Koordinaten eines Vektors in einer anderen Basis als der Aktuellen zu bestimmen, löst man diese Gleichung, die sich ergibt.

Beispiel:
Basis 1: Standardbasis des 
$$\mathbb{R}^3$$
, Basis 2:  $\vec{b_1} = \begin{pmatrix} 4 \\ 9 \\ -1 \end{pmatrix}$ ,  $\vec{b_2} = \begin{pmatrix} -2 \\ -2 \\ 8 \end{pmatrix}$ ,  $\vec{b_3} = \begin{pmatrix} 1 \\ 3 \\ 1 \end{pmatrix}$ , Vektor  $\vec{v} = \begin{pmatrix} -5 \\ 3 \\ 2 \end{pmatrix}$  (in der Standardbasis des  $\mathbb{R}^3$ )
$$\vec{v} = -5 \cdot \vec{a_1} + 3 \cdot \vec{a_2} + 2 \cdot \vec{a_3} = r \cdot \vec{b_1} + s \cdot \vec{b_2} + t \cdot \vec{b_3} \Leftrightarrow \begin{vmatrix} 4r & -2s & t & = & -5 \\ 9r & -2s & 3t & = & 3 \\ -r & 8s & t & = & 2 \end{vmatrix}$$

$$\Leftrightarrow \begin{vmatrix} -r & 8s & t & = & 2 \\ 0 & 30s & 5t & = & 3 \\ 0 & 70s & 12t & = & 21 \\ \Rightarrow \begin{vmatrix} -r & 8s & t & = & 2 \\ 0 & 30s & 5t & = & 3 \\ 0 & 0 & \frac{1}{3} \cdot t & = & 14 \\ \end{vmatrix}$$

$$\Leftrightarrow \begin{vmatrix} r & = & -15.2 \\ s & = & -6.9 \\ t & = & 42 \\ \end{vmatrix}$$

$$\text{L} = \{-15.2 | -6.9 | 42\}$$

Daraus lässt sich folgern: 
$$\overrightarrow{v} = -15.2 \cdot \overrightarrow{b_1} - 6.9 \cdot \overrightarrow{b_2} + 42 \cdot \overrightarrow{b_3} = \begin{pmatrix} -15.2 \\ -6.9 \\ 42 \end{pmatrix}$$
 (in der anderen Basis).

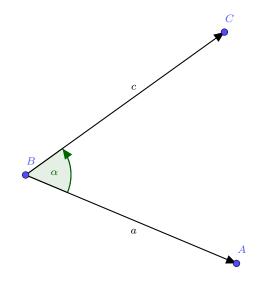
#### 5.3 Winkel zwischen Vektoren

#### Definition 5.3.0

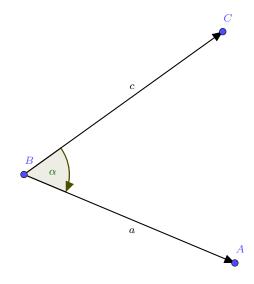
Unter einem Winkel zwischen zwei Vektoren versteht man den Winkel, der ensteht, wenn man beide Vektoren an einen **gemeinsamen Startpunkt** verschiebt (meistens O(0|0|0)).

#### 5.3.1 Orientierte Winkel

Wenn man in der Mathematik mit Winkeln arbeitet, werden sie immer im **mathematisch positiven** Sinn angegeben. Dies bedeutet, dass man von einem Vektor oder Schenkel, der an den Winkel grenzt, ausgeht und über Rotation um den Schnittpunkt "gegen den Uhrzeigersinn"zum anderen gelangt, bis beide übereinanderliegen (wenn man davon ausgeht, dass sich beide schneiden). So ergibt sich  $\alpha = \angle ABC = \angle ac = (\overrightarrow{BA}, \overrightarrow{BC}) = \frac{\pi}{3}$ 



Ein Winkel  $\alpha$  wird zudem immer so angegeben, dass  $\alpha \in I; I = [-\pi, \pi]$  gilt. Dies bedeutet, dass man nur Winkel zwischen 0 und 180 erhält, und das in beide "Richtungen", als im mathematisch positiven und negativen Sinn. Diese Einschränkung kennzeichnet man mit dem Ausdruck "**modulo**  $2\pi$ ".



#### 5.3.2 Rechnungen mit Winkeln

Bei Berechnungen von Winkeln zwischen Vektoren geht man genau wie in der elementaren Geometrie vor. So wird die Differenz zwischen zwei Winkeln  $\theta_1$  und  $\theta_2$  wie gehabt berechnet:  $\Delta\theta = \theta_1 - \theta_2$ . Jedoch benötigt man weitere Rechenregeln, um mit Winkeln rechnen zu können.

#### Theorem

#### Relation de Chasles:

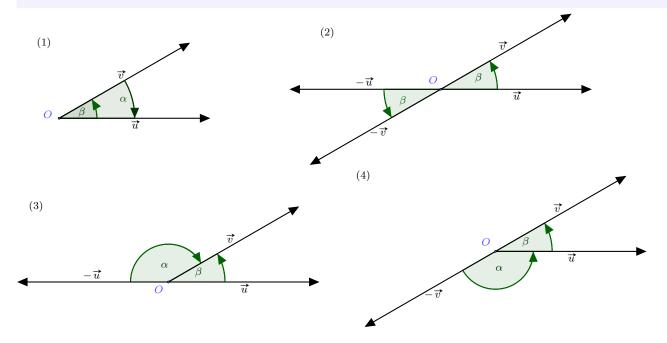
$$(\vec{u}, \vec{w}) + (\vec{w}, \vec{v}) = (\vec{u}, \vec{v}); modulo 2\pi$$

#### Umformungen:

$$\begin{split} (\overrightarrow{u},\overrightarrow{v}) &= -(\overrightarrow{v},\overrightarrow{u}) \\ (-\overrightarrow{u},-\overrightarrow{v}) &= (\overrightarrow{u},\overrightarrow{v}) \\ (\overrightarrow{u},\overrightarrow{v}) &= \pi + (-\overrightarrow{u},\overrightarrow{v}) \end{split}$$

Aus der ersten und letzten dieser Relationen lässt sich analog dazu bestimmen:

$$(\overrightarrow{u},\overrightarrow{v})=-(\overrightarrow{v},\overrightarrow{u})=\pi-(-\overrightarrow{v},\overrightarrow{u})$$



#### 5.4 Linearkombination

Vektoren lassen sich allgemein mit der additiven Verknüpfung des Vektorraums verknüpfen. Diese Verknüpfung zwischen zwei beliebigen Vektoren  $\overrightarrow{v}$  und  $\overrightarrow{u}$  erfolgt, wie auch schon im Teil Verbindungsvektor

gezeigt wird, wie folgt: 
$$\overrightarrow{v} + \overrightarrow{u} = \begin{pmatrix} v_1 + u_1 \\ v_2 + u_2 \\ \dots \\ v_n + u_n \end{pmatrix}$$
.

#### Definition 5.4.0

Eine Familie von Vektoren  $\overrightarrow{a_1}, \overrightarrow{a_2}, ..., \overrightarrow{a_n} \in V$  wird als linear abhängig bezeichnet, wenn die Gleichung:  $r_1 \cdot \overrightarrow{a_1} + r_2 \cdot \overrightarrow{a_2} + ... + r_n \cdot \overrightarrow{a_n} = \overrightarrow{0}$ ;  $r_i \in \mathbb{R}$  nicht nur die triviale Lösung  $r_1 = r_2 = ... = r_n = 0$  besitzt. Existiert nur diese Lösung, ist die Familie linear unabhägig.

Anders gesagt, ist eine Familie von Vektoren linear abhängig, wenn sich einzelne Vektoren dieser Familie als Linearkombination von einer beliebigen Anzahl anderer Vektoren der Familie darstellen lassen.

#### Bemerkung:

Eine linear abhängige Familie aus genau zwei Vektoren wird als kollinear bezeichnet.

Eine linear abhängige Familie aus genau drei Vektoren, als komplanar.

## 5.5 Skalarprodukt

Das Skalarprodukt ist die multiplikative Verknüpfung des Vektorraums.

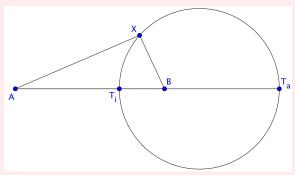
- 5.6 Geraden
- 5.7 Ebenen
- 5.8 Kreuzprodukt
- 5.9 Spatprodukt
- 5.10 Dyadisches Produkt
- 5.11 Sätze
- 5.11.1 Der Satz des Apollinius

#### Definition 5.11.1

Gegeben sind: Eine Strecke [AB] und eine positive Zahl  $\lambda \in \mathbb{R}^+ \setminus \{1\}$ . Dann ist die Punktmenge

$$M_A = \{X | \frac{\overline{AX}}{\overline{XB}} = \lambda\}$$

ein Kreis, den man **Kreis des Apollinius** nennt. Anschaulich:



Der Satz besagt also, dass alle Punkte X deren Abstände zu A  $(\overline{AX})$  und zu B  $(\overline{XB})$  im Verhältnis  $\lambda$  stehen, auf einem Kreis liegen.

Beweis: Anfangen kann man den den Beweis damit, dass man zwei Punkte sucht, die die Bedingung erfüllen und auf der Geraden AB liegen. Logisch ist, dass einer dieser Punkte zwischen A und B sein wird, dieser wird innerer Teilungspunkt  $T_i$  genannt. Der andere Punkt liegt außerhalb der Strecke [AB] und wird äußerer Teilungspunkt  $T_a$  genannt.

Im letzten Schritt des Beweises wird man anhand des Skalarprodukts zeigen, dass für alle Punkte X, die ebenfalls die Verhältnisgleichung erfüllen, die Vektoren  $\overline{T_iX}$  und  $\overline{T_aX}$  orthogonal zueinander sind. Somit liegen diese Punkte auf dem Thaleskreis (frz.: Theoreme du triangle rectangle) über  $T_i$  und  $T_a$ , der dann **Apolliniuskreis** genannt wird.

1. Um uns die Arbeit so einfach wie möglich zu machen, platzieren wir unseren ersten Punkt A auf den Ursprung eines Koordinatensystems und die Strecke [AB] entlang der x-Achse . Der Punkt B hat den Abstand  $\overline{AB}$  zu A, den man b abkürzt. Gleichermaßen verfährt man mit den Längen  $\overline{AT_i} = t_i$  und  $\overline{AT_a} = t_a$ , und man führt den Punkt X(x|y) ein.

Hier nochmal ein Überblick:

$$\triangleright A(0|0)$$
  $\triangleright B(b|0)$   $\triangleright T_i(t_i|0)$   $\triangleright T_a(t_a|0)$   $\triangleright X(x|y)$ 

2. Nun gilt:

$$\frac{\overline{AT_i}}{\overline{T_iB}} = \lambda$$
 und  $\frac{\overline{AT_a}}{\overline{T_aB}} = \lambda$ 

Das benutzt man, um die Koordinaten  $t_i$  und  $t_a$  in Abhängigkeit von b und  $\lambda$  auszudrücken, denn diese Punkte sind ja durch das Verhältnis  $\lambda$  in der Ebene festgelegt.

3. Jetzt wo wir  $T_i$  und  $T_a$  in Abhängigkeit von b und  $\lambda$  bestimmt haben, kann man die Vorraussetzung auch noch auf den Punkt X anwenden.

$$\frac{AX}{\overline{XB}} = \lambda$$

$$\Leftrightarrow \left(\frac{AX}{\overline{XB}}\right)^2 = \lambda^2$$

$$\Leftrightarrow \frac{(AX)^2}{(\overline{XB})^2} = \lambda^2$$

$$\Leftrightarrow \frac{x^2 + y^2}{(x - b)^2 + y^2} = \lambda^2$$

$$\Leftrightarrow x^2 + y^2 = \lambda^2[(x - b)^2 + y^2]$$

$$\Leftrightarrow 0 = \lambda^2 \cdot (x - b)^2 + \lambda^2 y^2 - x^2 - y^2$$

$$\Leftrightarrow 0 = x^2 \cdot \lambda^2 - 2bx \cdot \lambda^2 + b^2 \cdot \lambda^2 + y^2 \cdot \lambda^2 - x^2 - y^2$$
(1)

4. Bevor man zum Ende kommt, kann man noch die Ergebnisse aus 2) benutzen, um  $t_i$  und  $t_a$  miteinander zu verrechnen, denn diesen Zusammenhang braucht man gleich.

$$t_{i} + t_{a} = \frac{\lambda}{\lambda + 1} \cdot b + \frac{\lambda}{\lambda - 1} \cdot b = (\frac{\lambda}{\lambda + 1} + \frac{\lambda}{\lambda - 1}) \cdot b = \frac{\lambda^{2}}{\lambda^{2} - 1} \cdot 2b$$

$$t_{i} \cdot t_{a} = \frac{\lambda}{\lambda + 1} \cdot b \cdot \frac{\lambda}{\lambda + 1} \cdot b = \frac{\lambda^{2}}{\lambda^{2} - 1} \cdot b^{2}$$
(3)

5. Nun kommt der finale Schritt. Man bildet die Vektoren  $\overrightarrow{T_iX} = \begin{pmatrix} x - t_i \\ y \end{pmatrix}$  und  $\overrightarrow{T_aX} = \begin{pmatrix} x - t_a \\ y \end{pmatrix}$  und berechnet deren Skalarprodukt. \* TROMMELWIRBEL\*

$$\overrightarrow{T_iX} \cdot \overrightarrow{T_aX} = (x - t_i) \cdot (x - t_a) + y^2$$

$$= x^2 - (t_i + t_a)x + t_i \cdot t_a + y^2 \qquad \text{Benutze (2) und (3)}$$

$$= x^2 - \frac{\lambda^2}{\lambda^2 - 1} \cdot 2bx + \frac{\lambda^2}{\lambda^2 - 1} \cdot b^2 + y^2$$

$$= \frac{x^2 \cdot (\lambda^2 - 1) - 2bx \cdot \lambda^2 + b^2 \cdot \lambda^2 + y^2 \cdot (\lambda^2 - 1)}{\lambda^2 - 1}$$

$$= \frac{x^2 \cdot \lambda^2 - 2bx \cdot \lambda^2 b^2 \cdot \lambda^2 + y^2 \cdot \lambda^2 - x^2 - y^2}{\lambda^2 - 1} \qquad \text{Benutze (1)}$$

$$= 0$$

Damit hat man bewiesen, dass für alle Punkte X die Vektoren  $\overrightarrow{T_iX}$  und  $\overrightarrow{T_aX}$  orthogonal zueinander sind, weshalb sie auf dem Thaleskreis über  $T_i$  und  $T_a$  liegen müssen.

Die Figur und die Zusammenhänge, die man durch den Satz des Apollinius erhalten hat, kann man benutzen, um ein wenig mit Winkeln zu spielen:



Auf dieser Skizze sind 10 Winkel gekennzeichnet, zu welchen sich eine ganze Reihe von Beziehungen aufstellen lässt:

$$\triangleright \alpha + \beta + \gamma = 180 \quad \triangleright \beta + \gamma_2 + \delta_2 = 180 \quad \triangleright \delta_1 + \delta_2 = 180 \quad \triangleright \alpha + \gamma + \epsilon + \zeta = 180 \quad \triangleright \epsilon + \zeta + \eta = 180 \\ \triangleright + \gamma_1 + \delta_1 = 180 \quad \triangleright \gamma_1 + \gamma_2 = \gamma \quad \triangleright \gamma_2 + \epsilon = 90 \quad \triangleright \beta + \eta = 180 \quad \triangleright \gamma_2 + \delta_2 + \epsilon + \zeta = 180$$

Hiermit bekommt man ein zehndimensionales Gleichungssystem mit dem sich  $\gamma_1 = \gamma_2$  zeigen lässt. Dies bedeutet dass die Gerade  $T_iX$  auch noch die Winkelhalbierende des Winkels  $\gamma = \angle AXB$  ist:

#### Definition 5.11.1

Eine Innenwinkelhalbierende eines Dreiecks teilt die gegenüberliegende Seite im Verhältnis der Anliegenden Seiten.  $\gamma_1 = \gamma_2 \Rightarrow \overline{AT_i} : \overline{T_iB} = \overline{AX} : \overline{XB}$ 



Quelle (Apollinus): Tobias Rave, 06.03.18, Skript 1ere SBC S.68-71

## KOMPLEXE ZAHLEN

## 6.1 Einführung

<u>Problem:</u> Es gibt algebraische Gleichungen, die in der Menge der reellen Zahlen  $\mathbb{R}$  keine Lösung besitzen.

$$\Rightarrow x^2 + 1 = 0$$
  
 $\Leftrightarrow x = \sqrt{-1}$  Keine Reelle Lösung!

Es kann hierbei ein neues Symbol eingeführt werden :  $i = \sqrt{-1}$ Damit kann man der obigen Gleichung die Lösung x = i zuordnen

Wenn wir voraussetzen, dass diese neue Zahlen nach denselben Rechengesetzen genügen, wie die reellen Zahlen, erhalten wir damit auch Lösungen für andere bisher nicht lösbare quadratische Gleichungen, wie das folgende Beispiel zeigt:

$$\Rightarrow x^2 + 2x + 5 = 0$$

$$\Rightarrow x = \frac{-2\sqrt{16*(-1)}}{2\sqrt{4-20}} = \frac{-24i}{2} = -12i$$

## Bemerkung:

Bezeichnungen

- 1. Der Ausdruck  $\sqrt{-1}$  heißt **imaginäre Einheit** und wird hier mit *i* bezeichnet.
- 2. Ausdrücke der Form  $i\cdot y$  mit  $y\in\mathbb{R}$  heißen **imaginäre Zahlen**
- 3. Ausdrücke der Form z=x+i\*y mit  $x,y\in\mathbb{R}$  werden als **Komplexe Zahlen** bezeichnet
- 4. Ist z = x + i \* y eine Komplexe Zahl, so heißen x = Re(z) Realteil von z y = Im(z) Imaginärteil von z
- 5. Die Menge  $\mathbb{C}=\{z=x+jy|x,y\in\mathbb{R}\}$  wird als Menge der Komplexen Zahlen bezeichnet

#### Bemerkung:

Aber

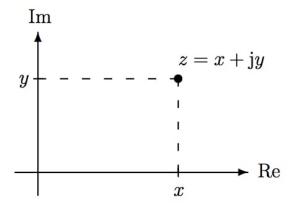
Der Imaginärteil y einer komplexen Zahl z = x + i \* y ist selbst eine reelle Zahl! Der Imaginärteil ist lediglich der Faktor bei i!

### 6.2 Darstellung komplexer Zahlen

Eine komplexe Zahl wird durch zwei reelle Zahlen charakterisiert. Wie bei zweidimensionalen Vektoren brauchen wir hier zur geometrischen Veranschaulichung auch eine zweidimensionale Ebene.

#### 6.2.1 Kartesische Darstellung

Jeder komplexen Zahl z = x + i \* y entspricht genau ein Punkt P = (x, y) in der komplexen Zahlenebene und umgekehrt.



 $\frac{\text{Bemerkung:}}{\text{Bezeichnungen}}$ 

- 1. Die komplexe Zahlenebene nennt sich auch Gaußsche- Zahlenebene
- 2. Hier werden die Achsen des Koordinatensystems als **reelle Achse** bzw. **imaginäre Achse** bezeichnet.

 $\frac{\text{Bemerkung:}}{\text{Beispiel}}$ 

Die folgenden komplexen Zahlen sind in der Gaußschen Zahlenebene darzustellen:  $z_1=2+3*j$   $z_2=-3-j$  (i wird hier j genannt)



 $\frac{\text{Bemerkung:}}{\text{Bemerkungen}}$ 

Für manche Anwendungen ist es hilfreich, eine komplexe Zahl nicht als Punkt P = (x, y) in der Gaußschen Zahlenebene zu veranschaulichen, sondern stattdessen den Ortsvektor zu betrachten

$$z = x + j * y \Leftrightarrow z = \begin{pmatrix} x \\ y \end{pmatrix}$$



In diesem Fall spricht man von z als einem komplexen Zeiger.

#### 6.2.2 Polarkoordinatendarstellung

Neben der eben eingeführten kartesischen Darstellung z = x + j \* y kann eine komplexe Zahl auch entsprechend der hier stehenden Skizze dich ihren Radius und den Winkel eindeutig festgelegt werden.



Bemerkung: Erinnerung

Zusammenhang zwischen den Koordinaten P(x, y) und  $P(r, \varphi)$ :

$$\begin{pmatrix} x = r * cos(\varphi) \\ y = r * sin(\varphi) \end{pmatrix} \text{ bzw. } \begin{pmatrix} r = \sqrt{x^2 + y^2} \\ tan(\varphi) = \frac{y}{x} \end{pmatrix}$$

Bemerkung: Bemerkung

Der Zusammenhang zwischen dem Quotienten  $\frac{x}{y}$  und dem Winkel  $\varphi \in [0, 2\pi)$  eindeutig, da die Tangensfunktion -periodisch ist.

Damit erhält man die trigonometrische Darstellung:

$$z = x + j * y = r * cos(\varphi) + j * r * sin(\varphi) \Rightarrow z = r(cos(\varphi) + j * sin(\varphi))$$

Dieser Ausdruck von z wird im Folgenden sehr häufig auftreten. Deshalb wird dafür die Abkürzung

$$e^{j\varphi} = \cos(\varphi) + j * \sin(\varphi)$$

ein. Somit ergibt sich schließlich eine sehr kompakte Darstellung, die sogenannte **Exponentialdarstellung** einer komplexen Zahl:

$$z = r(\cos(\varphi) + r * j * \sin(\varphi)) = r * e^{j\varphi}$$

Bemerkung:

Zusammenfassung

Eine komplexe Zahl lässt sich auf verschiedene Arten darstellen:

- 1. z = x + j \* y (kartesische Darstellung)
- 2.  $z = (\cos(\varphi) + j * \sin(\varphi))$  (trigonometrische Darstellung)
- 3.  $z = r * e^{j\varphi}$  (Exponential-Darstellung)

## 6.2.3 Umrechnung zwischen den Darstellungen

Kar	oitel	7
~,		•

# STATISTIK UND WAHRSCHEINLICHKEIT

dsfdfs

## 7.1 Hypothesentests

Nur ein Test zur GH Kompabilituf OSX Geräten  $?\mathrm{a}$ 

TZ	., 7	
Kan	oitel	X
$\mathbf{L}\mathbf{L}\omega_{\mathbf{l}}$		$\circ$

# ARITHMETIK

Nur ein weiterer kleiner Test

## 8.1 Die Macht der Arithmetik

Sie ist unglaublich star... Stärker als alle andere... Die Eine, um sie alle zu knechten... Sie ist mein Seccethhattzz

## Matrizen

### 9.1 Lineare Gleichungssysteme und Gauß-Algorythmus

Lineare Gleichungssysteme lassen sich aufwendig mit Einsetzungsverfahren oder Additionsverfahren lösen, Carl Friedrich Gauß hat ein "Algorythmus" erfunden, mit dem sich ohne Taschenrechner leicht und relativ schnell lösen lässt.

Diese lassen sich aufwendig mit Einsetzungsverfahren oder Additionsverfahren lösen, Carl Friedrich Gauat ein "Algorythmus" erfunden, mit dem sich ohne Taschenrechner leicht und relativ schnell lösen lässt. Am Besten wird dieser mit einem Beispiel Erläutert:

$$\Rightarrow \begin{cases} 4x + 3y + z &= 13 & (1) \\ 2x - 5y + 3z &= 1 & (2) \\ 7x - y - 2z &= -1 & (3) \end{cases}$$
  $\{ 1 \cdot (1) - 2 \cdot (2) \} \text{ und } \{ 7 \cdot (1) - 4 \cdot (3) \}$   $D = \mathbb{R}^3$ 

Hier versucht man in Zeile (2) und (3) die erste Variabel zu eliminieren

$$\Leftrightarrow \begin{cases} 4x + 3y + z &= 13\\ 0x + 13y - 5z &= 11\\ 0x + 25y + 15z &= 95 \end{cases} \left\{ \begin{array}{ll} 25 \cdot (2) - 13 \cdot (3) \end{array} \right\}$$

Jetzt versucht man die zweite Variabel in der dritten Gleichung zu eliminieren

$$\Leftrightarrow \left\{ \begin{array}{rcl} 4x + 3y + z & = & 13 \\ 0x + 13y - 5z & = & 11 \\ 0x + 0y - 320z & = & -960 \end{array} \right. \Leftrightarrow z = 3$$

Jetzt wird eingesetzt

$$\Leftrightarrow \begin{cases} 4x + 3y + z = 13 \\ 0x + 13y - 5 \cdot 3 = 11 \\ 0x + 0y + z = 3 \end{cases} \Leftrightarrow y = 2$$

$$\Leftrightarrow \begin{cases} x + 0y + 0z &= 1\\ 0x + y + 0z &= 2\\ 0x + 0y + z &= 3 \end{cases}$$

 $\mathbb{L} = \{(1|2|3)\}$  Die Lösungsmenge wird als n-Tupel alphabetisch sortiert.

Kapitel 9. Matrizen Skript SMP

## 9.2 LGS mit dem Taschenrechner lösen

Ein lineares Gleichungssystem lässt sich sehr viel schneller mit dem Taschgenrechner lösen:

$$\Rightarrow \begin{cases} 4x + 3y + z &= 13 \\ 2x - 5y + 3z &= 1 \\ 7x - y - 2z &= -1 \end{cases}$$

Hierfür geht man beim Taschenrechner auf [matrix] und auf [edit]. Dann gibt man seine Matrix (hier als Beispiel) ein:

$$\Rightarrow \left| \begin{array}{cccc} 4 & 3 & 1 & 13 \\ 2 & -5 & 3 & 1 \\ 7 & -1 & -2 & -1 \end{array} \right|$$

Dann geht man wieder in den rechnen-Modus und gibt ein: [matrix], dann geht man auf [math], [rref]. dann geht man nochmal auf [matrix], [A] (die gerade bearbeitete Matrix):

$$\Rightarrow \left| \begin{array}{cccc} 1 & 0 & 0 & 1 \\ 0 & 1 & 0 & 2 \\ 0 & 0 & 1 & 3 \end{array} \right| \qquad \Rightarrow \mathbb{L} = \{(1|2|3)\}$$

Wenn Werte mit Kommazahlen drankommen, ist es ntzlich, im Taschenrechner [Math] + [1](Frac) einzugeben, um sich die Werte in Brchen anzeigen zu lassen.

## ALGORYTHMIK

## 10.1 Algorithmen und Programmierung

#### Definition 10.1.0

Algorithmen besitzen die folgenden charakteristischen Eigenschaften:

- 1. Eindeutigkeit: ein Algorithmus darf keine widersprüchliche Beschreibung haben. Diese muss eindeutig sein.
- 2. Eindeutigkeit: ein Algorithmus darf keine widersprüchliche Beschreibung haben. Diese muss eindeutig sein.
- 3. Ausführbarkeit: jeder Einzelschritt muss ausführbar sein.
- 4. Finitheit (= Endlichkeit): die Beschreibung des Algorithmus muss endlich sein.
- 5. Terminierung: nach endlich vielen Schritten muss der Algorithmus enden und ein Ergebnis liefern.
- 6. Determiniertheit: der Algorithmus muss bei gleichen Voraussetzungen stets das gleiche Ergebnis liefern.
- 7. Determinismus: zu jedem Zeitpunkt der Ausführung besteht höchstens eine Möglichkeit der Fortsetzung. Der Folgeschritt ist also eindeutig bestimmt.

Diese Eigenschaften können in der Mathematik genutzt werden, um Probleme zu lösen. Hierfür bedarf es einer einheitlichen Schreibweise.

Insbesondere vor dem Abitur stehen den Schülern mehrere Möglichkeiten zur Verfügung, die im Folgenden behandelt werden.

#### 10.1.1 Pseudocode

#### 10.1.2 Python

Programmiersprache, bekannt durch ihre einfach verständliche Syntax, sie gilt als "high-level", was sie zu einer auf die (gesprochene) Sprache angepasste Sprache macht. Sie ist somit gerade für Einsteiger interessant und eignet sich dennoch für größere Projekte. Ein weiterer Vorteil ist die mitllerweile allgegenwärtige Präsenz der Sprache, mittlerweile wird sie auch für Apps und Webdeveloppement verwendet.

#### 10.1.3 Syntax

Folgendes macht die Syntax Pythons aus:

- 1. gute Lesbarkeit des Quellcodes
- 2. englische Schlüsselwörter
- 3. wenig syntaktische Konstruktionen

#### 10.1.4 Funktionsweise

Python verwendet Schleifen und Verzweigungen.

```
#Schleifen:
for: #(Wiederholung ber Elemente einer Sequenz (Zahl, Liste, Zeit...))
    #Inhalt der Schleife
while: #(Wiederholung, solange ein logischer Ausdruck wahr ist)
    #Inhalt der Schleife
#Verzweigungen:
if: #(prft,ob ein logischer Ausdruck wahr ist)
    #Inhalt der Verzweigung
elif: #(prft,ob ein anderer logischer Ausdruck wahr ist)
    #Inhalt der Verzweigung
else: #(letzter Fall, tritt ein, wenn keine der obigen Bedingungen erfllt wurde)
    #Inhalt der Verzweigung
```

#### 10.1.5 Beispiel

Man nehme, den Algorythmus, der die Fibonacci-Sequenz bis zum n-ten Glied generiert:

```
a = 0
b = 1
n = 10
for iteration in range(n):
    print(a)
    a = b
    b = a+b
```

KP, obs läuft

## 10.2 Algorithmen und mathematische Anwendungen

- 10.2.1 Newton-Rhapson Verfahren
- 10.2.2 Allgemeines Iterationsverfahren

## INTEGRALE

### 11.1 Integralrechnung

#### 11.1.1 Stammfunktionen

Eine Funktion F heißt Stammfunktion der Funktion f, wenn F'(x) = f(x) gilt.

Ist F irgendeine Stammfunktion von f, dann ist auch F(x) + C (mit konstantem C) eine Stammfunktion, denn beim Ableiten fällt ja C als konstanter Summand weg. Jede Funktion hat also unendlich viele Stammfunktionen, die sich aber nur um einen konstanten Summanden unterscheiden.

#### 11.1.2 Begriff des Integrals

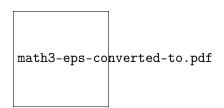


Abbildung 11.1: Integral und Flächeninhalt

In Abb. 11.1 soll die Fläche zwischen der x-Achse und der Funktion y = f(x) zwischen x = a und x = b berechnet werden.

Um eine Näherung für diese Fläche zu bekommen, teilt man sie in Streifen auf (in der Abb. 11.1 sind es 6 Streifen) und nimmt die Summe der Flächeninhalte der Rechtecke als Näherung für die Fläche. Wenn man die Zahl der Streifen so erhöht, dass die Breite jedes Streifens gegen Null geht, dann bekommt man als Grenzwert die gesuchte Fläche. In Abb. 11.1 ist die Näherung:

$$A_6 = y_1(x_1 - x_0) + y_2(x_2 - x_1) + y_3(x_3 - x_2) + y_4(x_4 - x_3) + y_5(x_5 - x_4) + y_6(x_6 - x_5)$$

Beachtet man, dass  $y_k = f(x_k)$  ist und schreibt man  $\Delta x_1 = x_1 - x_0$ ,  $\Delta x_2 = x_2 - x_1$  usw., dann bekommt man für n Streifen:

$$A_n = f(x_1)\Delta x_1 + f(x_2)\Delta x_2 + \dots + f(x_n)\Delta x_n = \sum_{k=1}^n f(x_k)\Delta x_k$$

Der Grenzwert dieser  $A_n$  ist nun die gesuchte Fläche:

$$\int_{a}^{b} y = \int_{a}^{b} f(x)x = \lim_{n \to \infty} \sum_{k=1}^{n} f(x_k) \Delta x_k$$

$$\tag{11.1}$$

Beim Grenzübergang ist nur zu beachten, dass mit Erhöhung der Streifenzahl n auch alle Breiten  $\Delta x_k$  gegen Null gehen, also  $\lim_{n\to\infty} \max \Delta x_k = 0$  gilt.

Schaut man sich die Abb. 11.1 an, dann stellt man fest, dass statt  $f(x_k)$  als Seite der Rechtecke auch Rechtecke verwendet werden könnten, deren Seite irgendein  $f(u_k)$  ist, wobei  $x_{k-1} \le u_k \le x_k$  ist.

Grenzwerte der Art von Gl. (11.1) heißen *Integrale*. Funktionen, für die dieser Grenzwert für jede Art der Unterteilungsfolge und jede Wahl der  $f(u_k)$  existiert und immer denselben Wert ergibt, heißen *integrierbar*. Als Physiker sagt man, durch Integration werden Elemente der Form y = f(x)x aufaddiert.

### 11.1.3 Der Hauptsatz der Differential- und Integralrechnung

Die Bestimmung der Grenzwerte in Gleichung (11.1) ist eine mühselige Angelegenheit. Aber alles wendet sich zum Guten, denn Integrale können mittels Stammfunktionen bestimmt werden.

Um dies klar zu machen betrachten wir irgendeine Stammfunktion F der Randfunktion f. Nach der Grundformel (??) ist dann

$$F(x) = F'(x)x = f(x)x\Delta F(x_k) \approx f(x_k)\Delta x_k F(x_k) - F(x_{k-1}) \approx f(x_k)\Delta x_k$$

Die Näherung ist umso besser je kleiner  $\Delta x_k$  ist.

Wendet man diese Beziehung auf die Näherungssumme  $A_n$  an, dann bekommt man:

$$A_n \approx (F(x_1) - F(x_0)) + (F(x_2) - F(x_1)) + \dots + (F(x_n) - F(x_{n-1}))$$

In dieser Gleichung heben sich alle Summanden bis auf  $F(x_0)$  und  $F(x_n)$  heraus, also ist, weil  $x_0 = a$  und  $x_n = b$  ist,  $A_n \approx F(b) - F(a)$ .

Diese Näherung wird umso besser, je kleiner die  $\Delta x$  werden, also hat man für den Grenzwert:

$$\int_{a}^{b} f(x)x = \lim_{n \to \infty} \sum_{k=1}^{n} f(x_k) \Delta x_k = F(b) - F(a) = [F(x)]_{a}^{b}$$
(11.2)

Dies ist der **Hauptsatz der Differential- und Integralrechnung**. Mit ihm wird das Problem der Integration auf das Auffinden einer Stammfunktion zurückgeführt. Als Mathematiker müsste man noch anfügen, dass diese Beziehung nicht immer gilt, sondern nur unter gewissen Voraussetzungen.

Der Hauptsatz ist sicher dann richtig, wenn die Funktion f stetig ist. In diesem Fall kann man auch so formulieren:

$$I_a(x) = \int_a^x f(\xi)\xi \qquad \qquad I'_a(x) = f(x)$$

Die Funktion  $I_a$  nennt man hier die Integralfunktion. Man kann sie sich vorstellen als die Funktion die jeder Stelle x die Fläche zwischen a und x zuordnet. Unter den obigen Voraussetzungen ist also die Ableitung der Integralfunktion gleich der Randfunktion. Ist die Randfunktion f nicht im ganzen Intervall stetig, sondern nur »stückweise stetig«, dann ist zwar die Integralfunktion immer noch stetig, aber in den Trennpunkten der Stetigkeitsbereiche nicht mehr notwendig differenzierbar.

Häufig kommen auch sogenannte *unbestimmte Integrale* vor. Ein unbestimmtes Integral ist einfach eine Stammfunktion. Man schreibt dann

$$\int f(x)x = F(x) + C$$

und nennt C die Integrationskonstante.

Eine Stammfunktion zu finden, ist allerdings häufig auch nicht sehr einfach. Für viele aus elementaren Funktionen zusammengesetzte Funktionen bekommt man leider Stammfunktionen, die nicht mehr elementar dargestellt werden können. Das gilt schon für so einfach aussehende Integrale wie

$$\int \frac{\sin x}{x} x$$

Kapitel 11. Integrale Skript SMP

Da  $\sin x/x$  in ihrem Definitionsbereich stetig ist, muss sie nach dem Hauptsatz eine Stammfunktion haben. Sie lässt sich allerdings nicht mehr durch elementare Funktionen ausdrücken, sondern gibt eine »neue« sogenannte »höhere« Funktion, die man Integralsinus nennt. Ihre Funktionswerte kann man mit Tabellen oder mit Computerprogrammen bestimmen. Zunächst mag man meinen, dies sei etwas besonderes, aber auch die Werte eines Logarithmus oder eines Sinus kann man nur mit dem Taschenrechner berechnen oder aus einer Funktionentafel entnehmen.

#### 11.1.4 Integrationsregeln

Da Integration die Umkehrung des Ableitens ist (»Aufleiten«) übertragen sich die Ableitungsregeln auf das Integrieren:

- Konstante Faktoren bleiben stehen.
- Summen werden summandenweise aufgeleitet.
- $\int_a^b = \int_a^c + \int_c^b$
- $\int_a^b = \int_b^a$
- Es gibt keine direkte Umkehrung der Produkt-, Quotienten und Kettenregel, sondern hier muss man kompliziertere Verfahren verwenden.

Wichtige Integrale sind:

$$\int x^n x = \frac{x^{n+1}}{n+1} \tag{11.3}$$

$$\int \sin xx = -\cos x \tag{11.4}$$

$$\int \cos xx = \sin x \tag{11.5}$$

$$\int \frac{x}{\cos^2 x} = \tan x \tag{11.6}$$

$$\int \frac{1}{x}x = \ln|x| \tag{11.7}$$

$$\int \frac{x}{1+x^2} = \arctan x \tag{11.8}$$

In Formelsammlungen stehen viele Integrale, es gibt auch Integraltafeln, die hunderte von Integralen fertig angeben. CAS-Programme können alle sehr gut integrieren.

Aus der Formel (11.2) erkennt man, dass das Integral negativ wird, wenn im betrachteten Intervall f(x) < 0 ist. Dann verläuft die Kurve unterhalb der x-Achse, und man muss als Fläche den Betrag nehmen. Integrale sind aber nicht nur Flächen, mit ihnen kann man Volumina, Energien, Ladungen und und ... ausrechnen, und bei vielen dieser Größen sind negative Werte durchaus sinnvoll!

#### Produktintegration

Nach der Produktregel ist (uv)' = u'v + uv'. Integriert man nun beide Seiten, und beachtet, dass nach dem Hauptsatz  $\int (uv)'x = uv$  ist, dann bekommt man die Formel für die Produktintegration, die auch partielle Integration genannt wird.

$$\int u'vx = uv - \int uv'x \tag{11.9}$$

Mit dieser Regel kann man Integrale folgender Form lösen:

$$\int x \sin xx$$

Setzt man hier  $u' = \sin x$ , v = x, dann ist  $u = -\cos x$  und v' = 1. Setzt man diese Werte in die Produktintegrations-Formel ein, dann folgt:

$$\int x \sin xx = (-\cos x)x - \int (-\cos x) \cdot 1x$$
$$= -x \cos x + \int \cos xx = -x \cos x + \sin x$$

Ein anderes schönes Beispiel ist die Stammfunktion von  $\ln x$ . Dazu fasst man  $\ln x$  als  $1 \cdot \ln x$  auf und wählt u' = 1,  $v = \ln x$ , also u = x und v' = 1/x und erhält:

$$\int \ln xx = x \ln x - \int x \cdot \frac{1}{x}x = x \ln x - \int 1x = x \ln x - x$$

#### Substitutionsmethode

Es soll die Stammfunktion von  $x(1-x^2)^9$  bestimmt werden. Hier wäre zum Ableiten die Kettenregel und die Produktregel nötig, beides gibt es aber in reiner Form beim Integrieren nicht. Man kann aber häufig durch geschickte Substitution das Integral auf eine Form bringen, für die dann eine Stammfunktion angegeben werden kann. Der wesentliche Punkt dabei ist, dass nicht nur x sondern auch x der Substitution unterworfen werden muss.

In diesem Beispiel setzen wir  $u = 1 - x^2$ . Dann ist u = u'(x)x = -2xx. Somit ist x = -u/2x. Nun geht's los:

$$\int x(1-x^2)^9 x = \int xu^9 \frac{-1}{2x} u = -\frac{1}{2} \int u^9 u = -\frac{1}{20} u^{10} = -\frac{1}{20} (1-x^2)^{10}$$

Hätten wir hier die Stammfunktion nicht benötigt, sondern nur den Wert eines bestimmten Integrals, dann hätte man sich die Rücksetzung sparen können, indem man die Grenzen auf die neue Variable umschreibt:

$$\int_{x=0}^{1} x(1-x^2)^9 x = -\frac{1}{2} \int_{u=1}^{0} u^9 u = -\frac{1}{20} \left[ u^{10} \right]_{1}^{0} = -\frac{1}{20} (0-1) = \frac{1}{20}$$

In diesem Beispiel haben wir einen Teilausdruck des Integrals gleich u gesetzt. Im folgenden Beispiel machen wir es anders herum und setzen x gleich einer Funktion von u. Es soll die Fläche einer Ellipse berechnet werden. Für den oberen Ellipsenbogen gilt die Gleichung (Auflösen der Mittelpunktsform (??) nach y):

$$y = \frac{b}{a}\sqrt{a^2 - x^2}$$

Die Fläche unter dem oberen Ellipsenbogen ist die halbe Ellipsenfläche und berechnet sich so:

$$A = \int_{x=-a}^{a} \frac{b}{a} \sqrt{a^2 - x^2} \, x = \int_{u=-\frac{\pi}{2}}^{\frac{\pi}{2}} \frac{b}{a} \sqrt{a^2 - a^2 \sin^2 u} \, a \cos u \, u = \int_{-\frac{\pi}{2}}^{\frac{\pi}{2}} ab \cos^2 u \, u$$

Dabei hat man  $x = a \sin u$  gesetzt, dann wird  $x = a \cos uu$ . Nun muss man nur noch die Stammfunktion von  $\cos^2 u$  ermitteln. Dazu kann man etwa die Beziehung  $\cos 2u = 2\cos^2 u - 1$  heranziehen, also  $\cos^2 u = \frac{1}{2}(1 + \cos 2u)$ . Diese hat die Stammfunktion  $\frac{1}{2}(u + \sin u \cos u)$ . Damit bekommt man für die Fläche:

$$A = \frac{ab}{2} \left[ u + \sin u \cos u \right]_{-\frac{\pi}{2}}^{+\frac{\pi}{2}} = \frac{ab}{2} \left[ \left( \frac{\pi}{2} + 0 \right) - \left( -\frac{\pi}{2} + 0 \right) \right] = \frac{1}{2} \pi ab$$

Die gesamte Fläche der Ellipse ist doppelt so groß, also  $\pi ab$ .

#### Partialbruchzerlegung

Die Partialbruchzerlegung ist ein allgemeines Verfahren zur Integration gebrochen rationaler Funktionen. Es sei gegeben:

$$f(x) = \frac{P(x)}{Q(x)} = \frac{a_0 + a_1 x + \dots + a_n x^n}{b_0 + b_1 x + \dots + b_m x^m}$$
(11.10)

Im Falle  $m \leq n$  führt man zuerst eine Polynomdivision aus, dann bekommt man eine ganzrationale Funktion und eine gebrochen rationale mit m > n, so dass wir uns für das Weitere auf den Fall m > n beschränken können.

Das Nennerpolynom kann im Komplexen vollständig in Linearfaktoren zerlegt werden, im Reellen bleiben ggf. quadratische Faktoren übrig, die keine reellen Nullstellen mehr haben. Seien nun  $x_k$  die Nullstellen von Q(x) mit der Vielfachheit  $\nu_k$  dann kann man Q(x) stets auf die folgende Form bringen:

$$Q(x) = b_m(x - x_1)^{\nu_1}(x - x_2)^{\nu_2} \dots (x - x_k)^{\nu_k}(x^2 + \alpha_1 x + \beta_1)^{\mu_1} \dots (x^2 + \alpha_r x + \beta_r)^{\mu_r}$$
(11.11)

Die gebrochen rationale Funktion f(x) lässt sich nun als Summe von Partialbrüchen schreiben. Dabei gilt:

1. Jeder Linearfaktor  $(x - x_k)$  der Vielfachheit  $\nu_k$  trägt zur Zerlegung die folgenden Summanden bei:

$$\frac{A_1}{(x-x_k)} + \frac{A_2}{(x-x_k)^2} + \dots + \frac{A_{\nu_k}}{(x-x_k)^{\nu_k}}$$

2. Jeder quadratische Faktor mit der Vielfachheit  $\mu_k$  trägt die folgenden Summanden bei:

$$\frac{C_1x + D_1}{(x^2 + \alpha x + \beta)} + \frac{C_2x + D_2}{(x^2 + \alpha x + \beta)^2} + \dots + \frac{C_{\mu_k}x + D_{\mu_k}}{(x^2 + \alpha x + \beta)^{\mu_k}}$$

Die Linearfaktoren lassen sich sofort integrieren, bei den quadratischen geht man so vor:

$$(x^{2} + \alpha x + \beta) = (x + \frac{\alpha}{2})^{2} + \delta^{2} = (\delta y)^{2} + \delta^{2} = \delta^{2}(y^{2} + 1)$$

Hier hat man quadratisch ergänzt und  $\delta \cdot y = x + \frac{\alpha}{2}$  substituiert. Mit dieser Substitution ist

$$x = \delta y - \frac{\alpha}{2}$$
  $y = \frac{x + \frac{\alpha}{2}}{\delta}$   $x = \delta y$ 

Nun wird das Integral zu:

$$\int \frac{Cx+D}{(x^2+\alpha x+\beta)^{\mu}} x = \frac{1}{\delta^{2\mu-1}} \int \frac{C\delta y+D-\frac{1}{2}C\alpha}{(y^2+1)^{\mu}} y$$
$$= \frac{C}{\delta^{2\mu-2}} \int \frac{yy}{(y^2+1)^{\mu}} + \frac{D-\frac{1}{2}C\alpha}{\delta^{2\mu-1}} \int \frac{y}{(y^2+1)^{\mu}}$$

Für das erste der beiden verbleibenden Integrale bekommt man dann

$$\int \frac{yy}{(y^2+1)^{\mu}} = \frac{1}{2} \int \frac{u}{u^{\mu}} = \begin{cases} \frac{u^{1-\mu}}{2(1-\mu)} = & \text{für } \mu = 2, 3, \dots \\ \frac{1}{2} \ln|u| & \text{für } \mu = 1 \end{cases}$$
(11.12)

Hier hat man  $u = y^2 + 1$  gesetzt. Nun muss noch das zweite bestimmt werden.

$$J_{\mu} = \int \frac{y}{(y^2 + 1)^{\mu}}$$

Für  $\mu = 1$  ist es bekannt,  $J_1 = \arctan y$ .

Wir werden eine Rekursionsformel für die  $J_{\mu}$  herleiten. Wir beginnen mit der Beziehung

$$J_{\mu+1} = \int \frac{(y^2+1)-y^2}{(y^2+1)^{\mu+1}} y = J_{\mu} - \int \frac{y^2}{(y^2+1)^{\mu+1}} y$$

Nun denken wir uns den zweiten Integranden als y-Rest geschrieben und integrieren partiell:

$$\int y \cdot \frac{yy}{(y^2+1)^{\mu+1}} = \frac{-y}{2\mu(y^2+1)^{\mu}} + \frac{1}{2\mu} \int \frac{y}{(y^2+1)^{\mu}} = \frac{-y}{2\mu(y^2+1)^{\mu}} + \frac{1}{2\mu} J_{\mu}$$

Setzt man das oben ein, so bekommt man die Rekursionsformel:

$$J_{\mu+1} = \left(1 - \frac{1}{2\mu}\right)J_{\mu} + \frac{y}{2\mu(y^2 + 1)^{\mu}} \tag{11.13}$$

Insbesondere ist dann (rechne das nach!)

$$J_1 = \arctan y$$

$$J_2 = \frac{1}{2} \arctan y + \frac{y}{2(y^2 + 1)}$$

$$J_3 = \frac{3}{8} \left( \arctan y + \frac{y}{y^2 + 1} \right) + \frac{y}{4(y^2 + 1)^2}$$

$$J_4 = \frac{5}{16} \left( \arctan y + \frac{y}{y^2 + 1} \right) + \frac{5}{24} \cdot \frac{y}{(y^2 + 1)^2} + \frac{y}{6(y^2 + 1)^3}$$

#### 11.1.5 Beispiele zur Integration

Man bestimme die Fläche unter der Parabel  $y=2x^2$  im Bereich  $1\leq x\leq 4.$ 

$$\int_{1}^{4} 2x^{2}x = \left[\frac{2}{3}x^{3}\right]_{1}^{4} = \frac{2}{3}(64 - 1) = 42$$

Bestimme die Formel für das Volumen einer Pyramide der Höhe h und der Grundfläche G.

Man stellt sich die Pyramide aus dünnen Schichten der Dicke x parallel zur Grundfläche aufgebaut vor. Die x-Achse legt man durch die Spitze der Pyramide, so dass die Höhe auf die x-Achse zu liegen kommt. Da die Flächen der Schichten dann durch zentrische Streckung aus der Grundfläche entstehen, hat eine Schicht im Abstand x von der Spitze die Fläche A(x), für die nach dem Strahlensatz gilt:

$$\frac{x^2}{h^2} = \frac{A(x)}{G}$$
  $A(x) = \frac{G}{h^2}x^2$ 

Das Volumen einer Schicht ist dann V = A(x)x. Das Volumen der Pyramide ist die Summe der Volumina aller Schichten, diese Summe bekommt man durch Integration:

$$V = \int_0^h V = \int_0^h \frac{G}{h^2} x^2 x = \frac{G}{h^2} \cdot \frac{1}{3} \left[ x^3 \right]_0^h = \frac{G}{3h^2} (h^3 - 0) = \frac{1}{3} G h$$

Bestimme die Energie, die notwendig ist, um einen Körper der Masse m im Schwerefeld der Masse M vom Abstand R ins Unendliche zu bringen.

Um den Körper das Stückchen r vom Zentralkörper zu entfernen, braucht man die Arbeit W = Fr, wobei F die Gravitationskraft ist. Die gesamte notwendige Arbeit ist dann:

$$W = \int_R^\infty W = \int_R^\infty G \frac{Mm}{r^2} r = GMm \left[ -\frac{1}{r} \right]_R^\infty = GMm (0 - (-\frac{1}{R})) = \frac{GMm}{R}$$

Dies war ein Beispiel eines sogenannten *uneigentlichen Integrals*, bei solchen liegen entweder die Grenzen im Unendlichen, oder die Funktion selbst wird an einer Stelle unendlich.

Bestimme  $\int_{-\infty}^{\infty} -x^2 x$ 

Diese Aufgabe habe ich eingefügt, weil das ein wichtiges Integral ist. Seine Berechnung ist aber nicht ganz einfach, man muss einen »Umweg« machen. Zuerst schreiben wir:

$$\int_{-\infty}^{\infty} -x^2 x = \sqrt{\left(\int_{-\infty}^{\infty} -x^2 x\right) \left(\int_{-\infty}^{\infty} -y^2 y\right)} = \sqrt{\int_{-\infty}^{\infty} \int_{-\infty}^{\infty} -(x^2 + y^2) xy}$$

Führt man nun Polarkoordinaten ein, also  $x = r \cos \phi$ ;  $y = r \sin \phi$ , dann ist das Flächenelement  $r\phi r$  und  $x^2 + y^2 = r^2$ . Das letzte Integral wird dadurch

$$\int_{0}^{2\pi} \phi \int_{0}^{\infty} r^{-r^{2}} r = 2\pi \left[ -\frac{1}{2}^{-r^{2}} \right]_{0}^{\infty} = \pi \int_{-\infty}^{\infty} -x^{2} x = \sqrt{\pi}$$

Mit Substitution kann man nun noch beweisen:

$$\int_{-\infty}^{\infty} -ax^2 x = \sqrt{\frac{\pi}{a}}$$

Dazu setzt man  $u^2 = ax^2u = \sqrt{a}x$ . Dies kann nur gehen, wenn a > 0 ist. Man kann zeigen, dass die Formel sogar für komplexe a stimmt, sofern  $\Re a > 0$  ist.

**Anmerkung:**  $-x^2$  hat keine elementare Stammfunktion, es gibt aber eine Reihe von höheren Funktionen, die mit diesem Integral verwandt sind. Zunächst ist dabei die aus der Wahrscheinlichkeitsrechnung bekannte Normalverteilung (Gauß-Verteilung) zu erwähnen, die durch

$$\Phi(x) = \frac{1}{\sqrt{2\pi}} \int_{-\infty}^{x} -\frac{1}{2}t^2 t mit \Phi(\infty) = 1$$

definiert ist. Daneben gibt es die Gaußsche Fehlerfunktion

$$\operatorname{erf}(x) = \frac{2}{\sqrt{\pi}} \int_0^x -t^2 twobei\Phi(x) = \frac{1}{2} \left( 1 + \operatorname{erf}\left(\frac{x}{\sqrt{2}}\right) \right)$$

Bestimme das Integral durch Partialbruchzerlegung. Es sei gegeben:

$$f(x) = \frac{x+2}{(x^2-1)(x^2+1)^2} = \frac{A}{x-1} + \frac{B}{x+1} + \frac{Cx+D}{(x^2+1)^2} + \frac{Ex+F}{x^2+1}$$

Nun müssen die Koeffizienten  $A, \ldots, F$  bestimmt werden. Dazu multipliziert man zuerst mit dem Hauptnenner durch:

$$x + 2 = A(x+1)(x^2+1)^2 + B(x-1)(x^2+1)^2 + (Cx+D)(x^2-1) + (Ex+F)(x^4-1)$$

Zunächst kann man nun für x spezielle Werte einsetzen, so dass möglichst viele Ausdrücke Null werden:

$$x = 1:$$
  $3 = 8AA = \frac{3}{8}$   
 $x = -1:$   $1 = -8BB = -\frac{1}{8}$   
 $x = 0:$   $2 = \frac{3}{8} + \frac{1}{8} - D - F$ 

Hätte man nur einfache Vielfachheiten, so könnte man auf diese Weise alle Koeffizienten bestimmen. Hier ist das leider nicht der Fall, so dass wir zur »Ochsentour« greifen müssen. Dazu wird die rechte Seite ausmultipliziert und dann ein Koeffizientenvergleich gemacht:

$$x + 2 = (A - B - D - F) + (A + B - C - E)x + (2A - 2B + D)x^{2} + (2A + 2B + C)x^{3} + (A - B + F)x^{4} + (A + B + E)x^{5}$$

Der Koeffizientenvergleich liefert nun ein Gleichungssystem (wobei wir unsere schon bekannten Werte für A und B gleich einsetzen)

$$2 = \frac{3}{8} + \frac{1}{8} - D - F$$

$$1 = \frac{3}{8} - \frac{1}{8} - C - E$$

$$0 = \frac{3}{4} + \frac{1}{4} + DD = -1$$

$$0 = \frac{3}{4} - \frac{1}{4} + CC = -\frac{1}{2}$$

$$0 = \frac{3}{8} + \frac{1}{8} + FF = -\frac{1}{2}$$

$$0 = \frac{3}{8} - \frac{1}{8} + EE = -\frac{1}{4}$$

Setzt man die sich aus den letzten vier Gleichungen ergebenden Werte nun in die beiden ersten ein, so sind diese erfüllt. Wir sind fertig und haben das Ergebnis

$$f(x) = \frac{\frac{3}{8}}{(x-1)} - \frac{\frac{1}{8}}{x+1} - \frac{\frac{1}{2}x+1}{(x^2+1)^2} - \frac{\frac{1}{4}x+\frac{1}{2}}{x^2+1}$$

Nach den Gleichungen (11.12) und (11.13) ergibt sich so:

$$\int f(x)x = \frac{3}{8}\ln|x-1| - \frac{1}{8}\ln|x+1| + \frac{1}{4} \cdot \frac{1}{x^2 + 1}$$
$$-\frac{1}{2}\arctan x - \frac{x}{2(x^2 + 1)} - \frac{1}{8}\ln|x^2 + 1| - \frac{1}{2}\arctan x$$

Der Koeffizientenvergleich ist deshalb so leicht gegangen, weil wir schon einige Werte mit der Einsetze-Methode ermittelt hatten. Man hätte statt des Koeffizientenvergleichs auch weitere Gleichungen erzeugen können, indem man einfach weitere Zahlen einsetzt. Wenn irgend möglich, sollte man versuchen mit der Einsetze-Methode zum Ziel zu kommen. Am aller einfachsten ist es allerdings, Mathematica anzuwerfen, dann hat man das Integral in Sekundenbruchteilen.