Probabilistische Datenwissenschaft für die Psychologie

Dirk Ostwald

2024-02-05

Inhaltsverzeichnis

W	/illkommen	4
Vo	prwort	5
ı.	Mathematische Grundlagen	6
1.	Sprache und Logik	7
	1.1. Mathematik ist eine Sprache	 . 7
	1.2. Grundbausteine mathematischer Kommunikation	
	1.3. Aussagenlogik	 . 9
	1.4. Beweistechniken	 . 14
	1.5. Selbstkontrollfragen	 . 15
2.	Mengen	16
	2.1. Grundlegende Definitionen	 . 16
	2.2. Verknüpfungen von Mengen	
	2.3. Spezielle Mengen	
	2.4. Selbstkontrollfragen	 . 22
3.	Summen, Produkte, Potenzen	23
	3.1. Summen	 . 23
	3.2. Produkte	
	3.3. Potenzen	
	3.4. Selbstkontrollfragen	 . 27
4.	Funktionen	28
	4.1. Definition und Eigenschaften	 . 28
	4.2. Funktionentypen	
	4.3. Elementare Funktionen	
	4.4. Selbstkontrollfragen	 . 37
5.	Differentialrechnung	38
	5.1. Definitionen und Rechenregeln	 . 38
	5.2. Analytische Optimierung	
	5.3. Differentialrechnung multivariater reellwertiger Funktionen	
	5.4. Selbstkontrollfragen	
6.	Folgen, Grenzwerte, Stetigkeit	52
	6.1. Folgen	 . 52
	6.2. Grenzwerte	
	6.3. Stetigkeit	 . 56

Inhaltsverzeichnis 3

7.	Integralrechnung	59
	7.1. Unbestimmte Integrale	59
	7.2. Bestimmte Integrale	61
	7.3. Uneigentliche Integrale	68
	7.4. Mehrdimensionale Integrale	69
	7.5. Selbstkontrollfragen	70
8.	Vektoren	72
	8.1. Reeller Vektorraum	72
	8.2. Euklidischer Vektorraum	76
	8.3. Lineare Unabhängigkeit	84
	8.4. Vektorraumbasen	
	8.5. Selbstkontrollfragen	89
		0.1
11.	Wahrscheinlichkeitstheorie	91
9.	Wahrscheinlichkeitsräume	95
	9.1. Definition und erste Eigenschaften	
	9.2. Wahrscheinlichkeitsfunktionen	100
	9.3. Beispiele bei endlichem Ergebnisraum	101
	9.4. Literaturhinweise	105
	9.5. Selbstkontrollfragen	105
10	. Elementare Wahrscheinlichkeiten	106
	10.1. Gemeinsame Wahrscheinlichkeiten	106
	10.2. Bedingte Wahrscheinlichkeiten	108
	10.3. Unabhängige Ereignisse	
	10.4. Literaturhinweise	113
	10.5. Selbstkontrollfragen	113
11	. Zufallsvariablen	114
	11.1. Konstruktion, Definition und Intuition	
	11.2. Wahrscheinlichkeitsmassefunktionen	
	11.3. Wahrscheinlichkeitsdichtefunktionen	121
	11.4. Kumulative Verteilungsfunktionen	126
	11.5. Zufallsergebnisse und Zufallsvariablen	132
	11.6. Literaturhinweise	133
	11.7. Selbstkontrollfragen	133
Re	ferenzen	134

Willkommen

Dieses Werk ist lizenziert unter einer Creative Commons Namensnennung 4.0 International Lizenz.

Vorwort

Teil I. Mathematische Grundlagen

1. Sprache und Logik

1.1. Mathematik ist eine Sprache

Mathematik ist die Sprache der naturwissenschaftlichen Modellbildung. So entspricht zum Beispiel der Ausdruck

$$F = ma (1.1)$$

im Sinne des zweiten Newtonschen Axioms einer Theorie zur Bewegung von Objekten unter der Einwirkung von Kräften (Newton (1687)). Gleichermaßen entspricht der Ausdruck

$$\max_{q(z)} \int q(z) \ln \left(\frac{p(y,z)}{q(z)} \right) dz \tag{1.2}$$

im Sinne der Variational Inference der zeitgenössischen Theorie zur Funktionsweise des Gehirns (Friston (2005), Friston et al. (2023), Ostwald et al. (2014), Blei et al. (2017)). Mathematische Symbolik dient dabei insbesondere der genauen Kommunikation wissenschaftlicher Erkenntnisse und zielt darauf ab, komplexe Sachverhalte exakt und effizient zu beschreiben. Wie beim reflektierten Umgang mit jeder Form von Sprache steht also die Frage "Was soll das heißen?" als Leitfrage im Umgang mit mathematischen Inhalten und Symbolismen immer im Vordergrund.

Als Sprachgebäude weist die Mathematik einige Besonderheiten auf. Zum einen sind ihre Inhalte oft abstrakt. Dies rührt daher, dass sich die Mathematik um eine möglichst breite Allgemeinverständlichkeit und Anwendbarkeit bemüht. Mathematische Zugänge zu den Phänomenen der Welt sind dabei an einer möglichst einfache Transferierbarkeit von Erkenntnissen in andere Kontexte interessiert. Um dies zu ermöglichen, versucht die Mathematik möglichst genau und verständlich, also im Sinne präziser Begriffsbildungen zu arbeiten. Sie geht dabei insbesondere streng hierarchisch vor, so dass an späterer Stelle eingeführte Begrifflichkeiten oft ein gutes Verständnis der ihnen zugrundeliegenden und an früherer Stelle eingeführten Begrifflichkeiten voraussetzen.

Die Genauigkeit der mathematischen Sprache impliziert dabei eine hohe Informationsdichte. Sie ist daher eher nüchtern und lässt überflüssiges weg, so dass in mathematischen Texten im besten Fall alles für die Kommunikation einer Idee relevant ist. Als Rezipient:in mathematischer Texte nimmt man die Informationsdichte mathematischer Texte anhand des hohen Verbrauchs an kognitiver Energie beim Lesen eines Textes wahr. Dieser hohe Energieverbrauch gebietet insbesondere Ruhe und Langsamkeit bei einem auf ein gutes Verständnis abzielenden Lesen. Als Leitsatz im Umgang mit mathematischen Texten mag dabei folgendes Zitat dienen: "Einen mathematischen Text kann man nicht lesen wie einen Roman, man muss ihn sich erarbeiten" (Unger (2000)). Nach dem Lesen eines kurzen mathematischen Textes sollte man sich immer kritisch fragen, ob man das Gelesene wirklich verstanden hat oder ob man zur Klärung des Sachverhaltes weitere Quellen heranziehen sollte. Auch ist es hilfreich, sich im Sinne des berühmten Zitats

"What I cannot create, I do not understand" von Richard Feynman eigene Aufzeichnungen anzufertigen und mathematische Sprachgebäude selbst nachzubauen.

Möchte man sich also die Welt der naturwissenschaftliche Modellbildung erschließen, so ist es hilfreich, beim Umgang mit ihrer mathematischen Ausdrucksweise und Symbolik die gleichen Strategien wie beim Erlernen einer Fremdsprache anzuwenden. Hierzu gehört neben dem Eintauchen in den entsprechenden Sprachraum, also der ständige Exposition mit mathematischen Ausdrucksweisen, sicherlich auch zunächst einmal das Auswendiglernen von Begriffen und das aktive Lesen und das Übersetzen von Texten in die Alltagssprache. Ein tiefes und sicheres Verständnis mathematischer Modellbildung ergibt sich dann insbesondere durch die Anwendung mathematischer Herangehensweisen in schriftlicher und mündlicher Form.

1.2. Grundbausteine mathematischer Kommunikation

In diesem Abschnitt stellen wir mit den Begriffen der *Definition*, des *Theorems* und des *Beweises* drei Grundbausteine mathematischer Kommunikation vor, die uns durchgängig begleiten.

Definition

Eine Definition ist eine Grundannahme eines mathematischen Systems, die innerhalb dieses Systems weder begründet noch deduktiv abgeleitet wird. Definitionen können nur nach ihrer Nützlichkeit innerhalb eines mathematischen Systems bewertet werden. Eine Definition lernt man am besten erst einmal auswendig und hinterfragt sie erst dann, wenn man ihren Nutzen in der Anwendung verstanden hat oder von diesem nicht überzeugt ist. Etwas Entspannung und Ruhe beim Umgang mit auf den ersten Blick komplexen Definitionen ist generell hilfreich. Um zu kennzeichnen, dass wir ein Symbol als etwas definieren, nutzen wir die Schreibweise ":=". Zum Beispiel definiert der Ausdruck "a := 2" das Symbol a als die Zahl Zwei. Definitionen enden in diesem Text immer mit dem Symbol

Theorem

Ein Theorem ist eine mathematische Aussage, die mittels eines Beweises als wahr (richtig) erkannt werden kann. Dass heißt, ein Theorem wird immer aus Definitionen und/oder anderen Theoremen hergeleitet. Theoreme sind in diesem Sinne die empirischen Ergebnisse der Mathematik. Im Deutschen werden Theoreme auch oft als Sätze bezeichnet. In der angewandten, datenanalytischen Mathematik sind Theoreme oft für Berechnungen hilfreich. Es lohnt sich also, sie auswendig zu lernen, da sie meist die Grundlage für Datenauswertung und Dateninterpretation bilden. Oft tauchen in Theoremen Gleichungen auf. Diese ergeben sich dabei aus den Voraussetzungen des Theorems. Um Gleichungen zu kennzeichnen nutzen wir das Gleichheitszeichen "=". So besagt also zum Beispiel der Ausdruck "a=2" in einem gegebenen Kontext, dass aufgrund bestimmter Voraussetzungen das Symbol oder die Variable a den Wert zwei hat. Theoreme enden in diesem Text immer mit dem Symbol \circ .

Beweis

Ein Beweis ist eine logische Argumentationskette, die auf bekannte Definitionen und Theoreme zurückgreift, um die Wahrheit (Richtigkeit) eines Theorems zu belegen. Kurze

Beweise tragen dabei oft zum Verständnis eines Theorems bei, lange Beweise eher nicht. Beweise sind also insbesondere die Antwort auf die Frage, warum eine mathematische Aussage gilt ("Warum ist das so?"). Beweise lernt man nicht auswendig. Wenn Beweise kurz sind, ist es sinnvoll, sie durchzuarbeiten, da sie meist als bekannt vorausgesetzte Inhalte wiederholen. Wenn sie lang sind, ist es sinnvoller sie zunächst zu übergehen, um sich nicht in Details zu verlieren und vom eigentlichen Weg durch das entsprechende mathematische Gebäude abzukommen. Beweise enden in diesem Text immer mit dem Symbol \square .

Neben den oben vorgestellten Begriffen gibt es mit Axiomen, Lemmata, Korollaren und Vermutungen noch weitere typische Grundbausteine mathematischer Texte. Wir werden diese Begriff nicht verwenden und geben deshalb für sie nur einen kurzen Überblick.

Axiome sind unbeweisbare Theoreme, in dem Sinne, als dass sie als Grundannahmen zum Aufbau mathematischer Systeme dienen. Der Übergang zwischen Definitionen und Axiomen ist dabei oft fließend. Da wir mathematisch nicht besonders tief arbeiten, bevorzugen wir in den allermeisten Fällen den Begriff der Definition.

Ein Lemma ist ein "Hilfstheorem", also eine mathematische Aussage, die zwar bewiesen wird, aber nicht so bedeutend ist wie ein Theorem. Da wir einerseits auf bedeutende Inhalte fokussieren und andererseits mathematische Aussagen nicht diskriminieren wollen, verzichten wir auf diesen Begriff und nutzen stattdessen den Begriff des Theorems.

Ein Korollar ist eine mathematische Aussage, die sich durch einen einfachen Beweis aus einem Theorem ergibt. Da die "Einfachheit" mathematischer Beweise eine relative Eigenschaft ist, verzichten wir auf diesen Begriff und nutzen stattdessen auch hier den Begriff des Theorems.

Vermutungen sind mathematische Aussagen von denen unbekannt ist, ob sie beweisbar oder widerlegbar sind. Da wir im Bereich der angewandten Mathematik arbeiten, treffen wir nicht auf Vermutungen.

1.3. Aussagenlogik

Nachdem wir nun einige Grundbausteine mathematischer Modellbildung kennengelernt haben, wollen wir uns mit der Aussagenlogik einem einfachem System nähern, das es erlaubt, Beziehungen zwischen mathematischen Aussagen herzustellen und zu formalisieren. Im Folgenden spielt die Aussagenlogik zum Beispiel in der Definition von Mengenoperationen, bei Optimierungsbedingungen von Funktionen und in vielen Beweisen einen tragende Rolle. In der mathematischen Anwendung ist Aussagenlogik die Grundlage der Booleschen Logik der Programmierung. In der mathematischen Psychologie ist die Aussagenlogik zum Beispiel die Grundlage der Repräsentationstheorie des Messens.

Wir beginnen mit der Definition des Begriffs der mathematischen Aussage.

Definition 1.1 (Aussage). Eine *Aussage* ist ein Satz, dem eindeutig die Eigenschaft wahr oder falsch zugeordnet werden kann.

Das Adjektiv wahr kann auch als richtig verstanden werden. Wir kürzen wahr mit "w" und falsch mit "f" ab. Im Körper der reellen Zahlen ist zum Beispiel die Aussage 1+1=2 wahr und die Aussage 1+1=3 falsch. Man beachte, dass die Binärität des Wahrheitsgehalts von Aussagen eine Grundannahme der Aussagenlogik und damit formal wissenschaftlich und nicht empirisch zu verstehen ist. Wahrheitsgehalte beziehen sich nicht auf Definitionen, Definitionen sind immer wahr. Eine erste Möglichkeit, mit Aussagen zu arbeiten, ist, sie zu negieren. Dies führt auf folgende Definition.

Definition 1.2 (Negation). A sei eine Aussage. Dann ist die Negation von A die Aussage, die falsch ist, wenn A wahr ist und die wahr ist, wenn A falsch ist. Die Negation von A wird mit $\neg A$, gesprochen als "nicht A", bezeichnet.

Beispielsweise ist die Negation der Aussage "Die Sonne scheint" die Aussage "Die Sonne scheint nicht". Die Negation der Aussage 1+1=2 ist die Aussage $1+1\neq 2$ und die Negation der Aussage x>1 ist die Aussage $x\leq 1$. Tabellarisch stellt man die Definition der Negation einer Aussage A wie folgt dar.

$$\begin{array}{c|c} A & \neg A \\ \hline w & f \\ f & w \end{array}$$

Tabellen dieser Form nennt man Wahrheitstafeln. Sie sind ein beliebtes Hilfsmittel in der Aussagenlogik. Möchte man zwei Aussagen logisch verbinden, so bieten sich zunächst die Begriffe der Konjunktion und Disjunktion an.

Definition 1.3 (Konjunktion). A und B seien Aussagen. Dann ist die Konjunktion von A und B die Aussage, die dann und nur dann wahr ist, wenn A und B beide wahr sind. Die Konjunktion von A und B wird mit $A \wedge B$, gesprochen als "A und B", bezeichnet.

Die Definition der Konjunktion impliziert folgende Wahrheitstafel.

A	B	$A \wedge B$
W	w	W
W	f	\mathbf{f}
\mathbf{f}	w	\mathbf{f}
\mathbf{f}	f	f

Als Beispiel sei A die Aussage $2 \ge 1$ und B die Aussage 2 > 1. Da sowohl A und B wahr sind, ist auch die Aussage $2 \ge 1 \land 2 > 1$ wahr. Als weiteres Beispiel sei A die Aussage $1 \ge 1$ und B die Aussage 1 > 1. Hier ist nun A wahr und B falsch. Also ist die Aussage $1 \ge 1 \land 1 > 1$ falsch.

Definition 1.4 (Disjunktion). A und B seien Aussagen. Dann ist die $Disjunktion \ von \ A$ und B die Aussage, die dann und nur dann wahr ist, wenn mindestens eine der beiden Aussagen A und B wahr ist. Die Disjunktion von A und B wird mit $A \lor B$, gesprochen als "A oder B", bezeichnet.

Die Definition der Disjunktion impliziert folgende Wahrheitstafel

A	B	$A \vee B$
W	w	W
\mathbf{W}	f	W
f	w	W
\mathbf{f}	f	f

 $A \lor B$ ist also insbesondere auch dann wahr, wenn A und B beide wahr sind. Damit ist das hier betrachtete "oder" genauer ein "und/oder". Man nennt die Disjunktion daher auch ein "nicht-exklusives oder". Als Beispiel sei A die Aussage $2 \ge 1$ und B die Aussage $2 \ge 1$ wahr. Sei nun wiederrum A die Aussage $1 \ge 1$ wahr und B die Aussage $1 \ge 1$ wahr und B die Aussage $1 \ge 1$ wahr und B falsch. Also ist die Aussage $1 \ge 1 \lor 1 > 1$ wahr.

Eine Möglichkeit, Aussagen in einen mechanischen logischen Zusammenhang zu stellen, ist die *Implikation*. Diese ist wie folgt definiert.

Definition 1.5 (Implikation). A und B seien Aussagen. Dann ist die *Implikation*, bezeichnet mit $A \Rightarrow B$, die Aussage, die dann und nur dann falsch ist, wenn A wahr und B falsch ist. A heißt dabei die *Voraussetzung (Prämisse)* und B der *Schluss (Konklusion)* der Implikation. $A \Rightarrow B$ spricht man als "aus A folgt B", "A impliziert B", oder "wenn A, dann B".

Man mag \Rightarrow auch als "daraus folgt" lesen. Die Definition der Implikation impliziert folgende Wahrheitstafel.

$$\begin{array}{c|ccc} A & B & A \Rightarrow B \\ \hline w & w & w \\ w & f & f \\ f & w & w \\ f & f & w \\ \end{array}$$

Ein Verständnis der Definition der Implikation im Sinne obiger Wahrheitstafel ergibt sich am ehesten, indem man sie als Versuch liest, die intuitive Vorstellung einer Folgerung im Kontext der Aussagenlogik abzubilden und zu formalisieren. Betrachtet man obige Wahrheitstafel unter diesem Gesichtspunkt, so sieht man, dass wenn A wahr ist und $A \Rightarrow B$ wahr ist, B wahr ist. Konstruiert man basierend auf einer wahren Aussage also (zum Beispiel durch das Umformen von Gleichungen) eine wahre Implikation so folgt, dass auch B wahr ist. Ist dies nicht möglich (dass also gilt, wenn A wahr ist, dass

 $A\Rightarrow B$ immer falsch ist), dann ist auch B falsch. So mag man Aussagen widerlegen. Schließlich sieht man, dass wenn A falsch ist und $A\Rightarrow B$ wahr ist, B wahr oder falsch sein kann. Aus einer wahren Voraussetzung folgt also nur bei wahrer Implikation eine wahre Konklusion. Insbesondere genügt die Definition der Implikation damit der Forderung "Aus Falschem folgt beliebiges (ex falso sequitur quodlibet)". Aus falschen Aussagen kann man also mithilfe der Implikation nichts richtiges folgern.

Im Kontext der Implikation ergeben sich die Begriffe der hinreichenden und der notwendigen Aussagen (Bedingungen). Diese sind definiert wie folgt: wenn $A\Rightarrow B$ wahr ist, sagt man "A ist hinreichend für B" und "B ist notwendig für A". Diese Sprachregelung erklärt sich folgendermaßen. Wenn $A\Rightarrow B$ wahr ist, gilt dass, wenn A wahr ist auch B wahr ist. Die Wahrheit von A reicht also für die Wahrheit von B aus. A ist also hinreichend (ausreichend) für B. Weiterhin gilt, dass wenn $A\Rightarrow B$ wahr ist, dass wenn B falsch ist, dann auch A falsch ist. Die Wahrheit von B ist also für die Wahrheit von A notwendig.

Eine sehr häufig autretender Zusammenhang zwischen zwei Aussagen ist ihre Äquivalenz.

Definition 1.6 (Äquivalenz). A und B seien Aussagen. Die Äquivalenz von A und B ist die Aussage, die dann und nur dann wahr ist,wenn A und B beide wahr sind oder wenn A und B beide falsch sind. Die Äquivalenz von A und B wird mit $A \Leftrightarrow B$ bezeichnet und gesprochen als "A genau dann wenn B" oder "A ist äquivalent zu B".

Die Definition der Äquivalenz impliziert folgende Wahrheitstafel

$$\begin{array}{c|ccc} A & B & A \Leftrightarrow B \\ \hline w & w & w \\ w & f & f \\ f & w & f \\ f & f & w \\ \end{array}$$

Die Definition des Begriffes der $logischen \ddot{A}quivalenz$ erlaubt es unter anderem, die $\ddot{A}quivalenz$ zweier Aussagen mithilfe von Implikationen nachzuweisen.

Definition 1.7 (Logische Äquivalenz). Zwei Aussagen heißen *logisch äquivalent*, wenn ihre Wahrheitstafeln gleich sind.

Als Beispiele für logische Äquivalenzen, die häufig in Beweisargumentationen genutzt werden, zeigen wir folgendes Theorem.

Theorem 1.1 (Logische Äquivalenzen).

A und B seien zwei Aussagen. Dann sind folgende Aussagen logisch äquivalent

(1)
$$A \Leftrightarrow B \ und \ (A \Rightarrow B) \land (B \Rightarrow A)$$

(2)
$$A \Rightarrow B \text{ und } (\neg B) \Rightarrow (\neg A)$$

0

Beweis. Nach Definition des Begriffs der logischen Äquivalenz müssen wir zeigen, dass die Wahrheitstafeln der betrachteten Aussagen gleich sind. Wir zeigen erst (1), dann (2).

(1) Wir erinnern an die Wahrheitstafel von $A \Leftrightarrow B$:

A	B	$A \Leftrightarrow B$
w	w	w
w	f	f
f	w	f
f	f	w

Wir betrachten weiterhin die Wahrheitstafel von $(A \Rightarrow B) \land (B \Rightarrow A)$:

A	$\mid B \mid$	$A \Rightarrow B$	$B \Rightarrow A$	$(A\Rightarrow B)\wedge (B\Rightarrow A)$
w	w	w	w	w
\mathbf{w}	f	f	W	f
f	w	w	f	f
f	f	w	w	w

Der Vergleich der Wahrheitstafel von $A \Leftrightarrow \text{mit}$ den ersten beiden und der letzten Spalte der Wahrheitstafel von $(A \Rightarrow B) \land (B \Rightarrow A)$ zeigt ihre Gleichheit.

(2) Wir erinnern an die Wahrheitstafel von $A \Rightarrow B$:

A	B	$A \Rightarrow B$
W	W	w
w	f	f
f	w	w
f	f	w

Wir betrachten weiterhin die Wahrheitstafel von $(\neg B) \Rightarrow (\neg A)$:

A	B	$\neg B$	$\neg A$	$ \mid (\neg B) \Rightarrow (\neg A)$
W	w	f	f	w
W	f	w	f	f
f	w	f	w	w
f	f	w	w	w

Der Vergleich der Wahrheitstafel von $A\Rightarrow B$ mit den ersten beiden und der letzten Spalte der Wahrheitstafel von $(\neg B)\Rightarrow (\neg A)$ zeigt ihre Gleichheit.

Die erste Aussage von Theorem 1.1 besagt, dass die Aussage "A und"B sind äquivalent" logisch äquivalent zur Aussage "Aus A folgt B" und aus "B folgt A" ist. Dies ist die Grundlage für viele sogenannte direkte Beweise mithilfe von Äquivalenzumformungen. Die zweite Aussage von Theorem 1.1 besagt, dass die Aussage "Aus A folgt"B" logisch äquivalent zur Aussage "Aus nicht B folgt nicht A" ist. Dies ist die Grundlage für die Technik des indirekten Beweises.

Beweistechniken 14

1.4. Beweistechniken

Im letzten Abschnitt wollen wir mit den Begriffen der direkten und indirekten Beweise sowie des Beweises durch Widerspruch kurz drei Beweistechniken skizzieren, von denen vor allem die erste in diesem Text immer wieder zur Begründung von Theoremen herangezogen wird. Dabei haben typische Theoreme die Form $A \Rightarrow B$ für Aussagen A und B.

Es gilt dabei

- Direkte Beweise nutzen Äquivalenzumformungen, um $A \Rightarrow B$ zu zeigen.
- Indirekte Beweise nutzen die logische Äquivalenz von $A \Rightarrow B$ und $(\neg B) \Rightarrow (\neg A)$.
- Beweise durch Widerspruch zeigen, dass $(\neg B) \land A$ falsch ist.

Um diese Techniken an einem Beispiel zu erläutern, erinnern wir kurz an folgende Äquivalenzumformungen von Gleichungen:

• Addition oder Subtraktion einer Zahl auf beiden Seiten der Gleichung, zum Beispiel

$$2x + 4 = 10 \Leftrightarrow 2x = 6,\tag{1.3}$$

• Multiplikation mit einer oder Division durch eine von Null verschiedene Zahl auf beiden Seiten der Gleichung, zum Beispiel

$$2x = 6 \Leftrightarrow x = 3,\tag{1.4}$$

• Anwendung einer injektiven Funktion auf beiden Seiten der Gleichung, zum Beispiel

$$\exp(x) = 2 \Leftrightarrow x = \ln(2),\tag{1.5}$$

sowie an folgende elementaren Äquivalenzumformungen von Ungleichungen:

 Addition oder Subtraktion einer Zahl auf beiden Seiten der Ungleichung, zum Beispiel

$$-2x + 4 > 10 \Leftrightarrow -2x > 6,\tag{1.6}$$

• Multiplikation mit einer Zahl oder Division durch eine von Null verschiedene Zahl auf beiden Seiten der Ungleichung, wobei die Multiplikation oder Division mit einer negativen Zahl die Umkehrung der Ungleichung impliziert, zum Beispiel

$$-2x > 6 \Leftrightarrow x < -3,\tag{1.7}$$

• Anwendung monotoner Funktionen auf beiden Seiten der Ungleichung

$$\exp(x) \ge 2 \Leftrightarrow x \ge \ln(2). \tag{1.8}$$

Damit ausgestattet wollen wir nun folgendes Theorem mithilfe eines direkten Beweises, eines indirekten Beweises und eines Beweises durch Widerspruch beweisen (vgl. Arens et al. (2018)).

Theorem 1.2 (Quadrate positive Zahlen). Es seien a und b zwei positive Zahlen. Dann gilt $a^2 < b^2 \Rightarrow a < b$.

0

Selbstkontrollfragen 15

Beweis. Wir geben zunächst einen direkten Beweis. Dazu sei $a^2 < b^2$ die Aussage A und a < b die Aussage B. Dann gilt

$$a^2 < b^2 \Leftrightarrow 0 < b^2 - a^2 \Leftrightarrow 0 < (b+a)(b-a) \Leftrightarrow 0 < (b-a) \Leftrightarrow a < b. \tag{1.9}$$

Wir geben nun einen indirekten Beweis. Es sei $a^2 \ge b^2$ die Aussage $\neg A$. Weiterhin sei $a \ge b$ die Aussage $\neg B$. Dann gilt

$$a \ge b \Leftrightarrow a^2 \ge ab \land ab \ge b^2 \Leftrightarrow a^2 \ge b^2.$$
 (1.10)

Schließlich geben wir einen Beweis durch Widerspruch. Wir zeigen, dazu, dass die Annahme $(\neg B) \land A$ auf eine falsche Aussage führt. Es gilt

$$a \ge b \land a^2 < b^2 \Leftrightarrow a^2 \ge ab \land a^2 < b^2 \Leftrightarrow ab \le a^2 < b^2. \tag{1.11}$$

Weiterhin gilt

$$a \ge b \wedge a^2 < b^2 \Leftrightarrow ab \ge b^2 \wedge a^2 < b^2 \Leftrightarrow a^2 < b^2 \le ab. \tag{1.12}$$

Insgesamt gilt dann also die falsche Aussage

$$ab \le a^2 < b^2 \le ab \Leftrightarrow ab < ab. \tag{1.13}$$

1.5. Selbstkontrollfragen

- 1. Erläutern Sie die Besonderheiten der mathematischen Sprache.
- 2. Was sind wesentliche Tätigkeiten zum Erlernen einer Sprache?
- 3. Erläutern Sie den Begriff der Definition.
- 4. Erläutern Sie den Begriff des Theorems.
- 5. Erläutern Sie den Begriff des Beweises.
- 6. Geben Sie die Definition einer mathematischen Aussage wieder.
- $7.\,$ Geben Sie die Definition der Negation einer mathematischen Aussage wieder.
- 8. Geben Sie die Definition der Konjunktion zweier mathematischer Aussagen wieder.
- 9. Geben Sie die Definition der Disjunktion zweier mathematischer Aussagen wieder.
- 10. Geben Sie die Definition der Implikation wieder.
- 11. Geben Sie die Definition der Äquivalenz wieder.
- 12. Geben Sie die Definition der logischen Äquivalenz wieder.
- 13. Erläutern Sie die Begriffe des direkten Beweises, des indirekten Beweises und des Beweises durch Widerspruch.

2. Mengen

2.1. Grundlegende Definitionen

Mengen fassen mathematische Objekte wie beispielsweise Zahlen zusammen und bilden die Grundlage der modernen Mathematik. Wir beginnen mit folgender Definition.

Definition 2.1 (Mengen). Nach Cantor (1895) ist eine Menge definiert als "eine Zusammenfassung M von bestimmten wohlunterschiedenen Objekten m unsere Anschauung oder unseres Denken (welche die Elemente der Menge genannt werden) zu einem Ganzen". Wir schreiben

$$m \in M \text{ bzw. } m \notin M$$
 (2.1)

um auszudrücken, dass m ein Element bzw. kein Element von M ist.

Zur Definition von Mengen gibt es mindestens folgende Möglichkeiten:

- Auflisten der Elemente in geschweiften Klammern, z.B. $M := \{1, 2, 3\}$.
- Angabe der Eigenschaften der Elemente, z.B. $M := \{x \in \mathbb{N} | x < 4\}$.
- Gleichsetzen mit einer anderen eindeutig definieren Menge, z.B. $M := \mathbb{N}_3$.

Die Schreibweise $\{x \in \mathbb{N} | x < 4\}$ wird gelesen als " $x \in \mathbb{N}$, für die gilt, dass x < 4 ist", wobei die Bedeutung von \mathbb{N} im Folgenden noch zu erläutern sein wird. Es ist wichtig zu erkennen, dass Mengen *ungeordnete* mathematische Objekte sind, dass heißt die Reihenfolge der Auflistung der Elemente einer Menge spielt keine Rolle. Zum Beispiel bezeichnen $\{1,2,3\}$, $\{1,3,2\}$ und $\{2,3,1\}$ dieselbe Menge, nämlich die Menge der ersten drei natürlichen Zahlen.

Grundlegende Beziehungen zwischen mehreren Mengen werden in der nächsten Definition festgelegt.

Definition 2.2 (Teilmengen und Mengengleichheit). A und B seien zwei Mengen.

• Eine Menge A heißt Teilmenge einer Menge B, wenn für jedes Element $a \in A$ gilt, dass auch $a \in B$. Ist A eine Teilmenge von B, so schreibt man

$$A \subseteq B \tag{2.2}$$

und nennt A Untermenge von B und B Obermenge von A.

• Eine Menge A heißt echte Teilmenge einer Menge B, wenn für jedes Element $a \in A$ gilt, dass auch $a \in B$, es aber zumindest ein Element $b \in B$ gibt, für das gilt $b \notin A$. Ist A eine echte Teilmenge von B, so schreibt man

$$A \subset B.$$
 (2.3)

• Zwei Mengen A und B heißen gleich, wenn für jedes Element $a \in A$ gilt, dass auch $a \in B$, und wenn für jedes Element $b \in B$ gilt, dass auch $b \in A$. Sind die Mengen A und B gleich, so schreibt man

$$A = B. (2.4)$$

•

Betrachten wir zum Beispiel die Mengen $A := \{1\}, B := \{1,2\},$ und $C := \{1,2\}.$ Dann gilt mit obigen Definitionen, dass $A \subset B$, weil $1 \in A$ und $1 \in B$, aber $2 \in B$ und $2 \notin A$. Weiterhin gilt, dass $B \subseteq C$, weil $1 \in B$ und $1 \in C$ sowie $1 \in B$ und $1 \in C$ und es kein Element von $1 \in B$ und $1 \in C$ und gleichzeitig für jedes Element $1 \in C$ und gleichzeitig für jedes El

Eine wichtige Eigenschaft einer Menge ist die Anzahl der in ihr enthaltenen Elemente. Diese wird als Kardinalität der Menge bezeichnet.

Definition 2.3 (Kardinalität). Die Anzahl der Elemente einer Menge M heißt Kardinalität und wird mit |M| bezeichnet.

•

Eine besondere Menge ist die Menge ohne Elemente.

Definition 2.4. Eine Menge mit Kardinalität Null heißt *leere Menge* und wird mit \emptyset bezeichnet.

•

Als Beispiele seien $A := \{1, 2, 3\}, B = \{a, b, c, d\}$ und $C := \{\}$. Dann gelten |A| = 3, B = 4 und |C| = 0.

Zu jeder Menge kann man die Menge aller Teilmengen dieser Menge betrachten. Dies führt auf den wichtigen Begriff der *Potenzmenge*.

Definition 2.5 (Potenzmenge). Die Menge aller Teilmengen einer Menge M heißt $Potenzmenge\ von\ M$ und wird mit $\mathcal{P}(M)$ bezeichnet.

•

Man beachte, dass die leere Untermenge von M und M selbst auch immer Elemente von $\mathcal{P}(M)$ sind. Wir betrachten vier Beispiele zum Begriff der Potenzmenge.

• $M_0 := \emptyset$ sei die leere Menge. Dann gilt

$$\mathcal{P}(M_0) = \emptyset. \tag{2.5}$$

• M_1 sei die einelementige Menge $M_1 := \{a\}$. Dann gilt

$$\mathcal{P}(M_1) = \{\emptyset, \{a\}\}. \tag{2.6}$$

• Es sei $M_2 := \{a,b\}$. Dann hat M_2 sowohl ein- als auch zweielementige Teilmengen und es gilt

$$\mathcal{P}(M_2) = \{\emptyset, \{a\} \, \{b\}, \{a,b\}\}. \tag{2.7}$$

• Schließlich sei $M_3 := \{a, b, c\}$. Dann hat M ein-, zwei-, als auch dreielementige Teilmengen und es gilt

$$\mathcal{P}(M_3) = \{\emptyset, \{a\}, \{b\}, \{c\}, \{a, b\}, \{a, c\}, \{b, c\}, \{a, b, c\}\}\}. \tag{2.8}$$

Hinsichtlich der Kardinalitäten einer Menge und ihrer Potenzmenge kann man beweisen, dass aus |M|=n mit n>0 folgt, dass die Kardinalität der Potenzmenge $|\mathcal{P}(M)|=2^n$ ist. In den obigen Beispielen haben wir die Fälle $|M_1|=1$ und somit $|\mathcal{P}(M_1)|=2^1=2$, $|M_2|=2$ und somit $|\mathcal{P}(M_3)|=2^2=4$ und schließlich $|M_3|=3$ und somit $|\mathcal{P}(M_3)|=2^3=8$, wovon man sich durch Nachzählen schnell überzeugt.

2.2. Verknüpfungen von Mengen

Zwei Mengen können auf unterschiedliche Weise miteinander verknüpft werden. Das Ergebnis einer solchen Verknüpfung ist eine weitere Menge. Wir bezeichnen die Verknüpfung zweier Mengen als *Mengenoperation* und geben folgende Definitionen.

Definition 2.6 (Mengenoperationen). M und N seien zwei Mengen.

• Die $Vereinigung \ von \ M \ und \ N$ ist definiert als die Menge

$$M \cup N := \{x | x \in M \lor x \in N\},\tag{2.9}$$

wobei ∨ wie immer im inklusiven Sinne als und/oder zu verstehen ist.

• Der Durchschnitt von M und N ist definiert als die Menge

$$M \cap N := \{x | x \in M \land x \in N\}. \tag{2.10}$$

Wenn für M und N gilt, dass $M \cap N = \emptyset$, dann heißen M und N disjunkt.

• Die Differenz von M und N ist definiert als die Menge

$$M \setminus N := \{x | x \in M \land x \notin N\}. \tag{2.11}$$

Die Differenz M und N heißt, insbesondere bei $M \subseteq N$, auch das Komplement von N bezüglich M und wird mit N^c bezeichnet.

• Die symmetrische Differenz von M und N ist definiert als die Menge

$$M\Delta N := \{x | (x \in M \lor x \in N) \land x \notin M \cap N\}, \tag{2.12}$$

Die symmetrische Differenz kann also als exklusives oder verstanden werden.

Als Beispiel betrachten wir die Mengen $M := \{1, 2, 3\}$ und $N := \{2, 3, 4, 5\}$. Dann gelten

Wahrscheinlichkeitstheorie und Frequentistische Inferenz | © 2023 Dirk Ostwald CC BY 4.0

Spezielle Mengen 19

- $M \cup N = \{1, 2, 3, 4, 5\}$, weil $1 \in M$, $2 \in M$, $3 \in M$, $4 \in N$ und $5 \in N$.
- $M \cap N = \{2,3\}$, weil nur für 2 und 3 gilt, dass $2 \in M, 3 \in M$ und auch $2 \in N, 3 \in N$. Für 1 gilt lediglich, dass $1 \in M$ und für 4 und 5 gelten lediglich, dass $4 \in N$ und $5 \in N$.
- $M \setminus N = \{1\}$, weil $1 \in M$, aber $1 \notin N$ und $2 \in M$, aber auch $2 \in N$.
- $N \setminus M = \{4,5\}$, weil $2 \in N$ und $3 \in N$, aber auch $2 \in M$ und $3 \in M$. Dies zeigt insbesondere, dass die Differenz von M Und N nicht symmetrisch ist, also dass nicht zwangsläufig gilt, dass $M \setminus N$ gleich $N \setminus M$ ist.
- $M\Delta N = \{1, 4, 5\}$, weil $1 \in M$, aber $1 \notin \{2, 3\}$, $2 \in M$, aber $2 \in \{2, 3\}$, $3 \in M$, aber $3 \in \{2, 3\}$, $4 \in N$, aber $4 \notin \{2, 3\}$ und $5 \in N$, aber $5 \notin \{2, 3\}$.

Schließlich wollen wir noch den Begriff der Partition einer Menge einführen.

Definition 2.7 (Partition). M sei eine Menge und $P := \{N_i\}$ sei eine Menge von Mengen N_i mit i = 1, ..., n, so dass gilt

$$M = \bigcup_{i=1}^{n} N_i \wedge N_i \cap N_j = \emptyset \text{ für } i = 1, ..., n, j = 1, ..., n, i \neq j.$$
 (2.13)

Dann heißt P eine $Partition \ von \ M$.

Intuitiv entspricht die Partition einer Menge also dem Aufteilen der Menge in disjunkte Teilmengen. Partitionen sind generell nicht eindeutig, d.h. es gibt meist verschiedene Möglichkeiten eine gegebene Menge zu partitionieren. Betrachten wir zum Beispiel die Menge $M := \{1, 2, 3, 4, 5, 6\}$. Dann sind $P_1 := \{\{1\}, \{2, 3, 4, 5, 6\}\}$, $P_2 := \{\{1, 2, 3\}, \{4, 5, 6\}\}$ und $P_3 := \{\{1, 2\}, \{3, 4\}, \{5, 6\}\}$ drei mögliche Partitionen von M

2.3. Spezielle Mengen

In der Naturwissenschaft versucht man, Phänomene der Welt mit Zahlen zu beschreiben. Je nach Phänomen bieten sich dazu diskrete oder kontinuierliche Zahlenmengen an. Die Mathematik stellt dazu unter anderem die in folgender Definition gegebenen Zahlenmengen bereit.

Definition 2.8 (Zahlenmengen). Es bezeichnen

- $\mathbb{N} := \{1, 2, 3, ...\}$ die natürlichen Zahlen,
- $\mathbb{N}_n := \{1, 2, 3, ..., n\}$ die natürlichen Zahlen der Ordnung n,
- $\mathbb{N}^0 := \mathbb{N} \cup \{0\}$ die natürlichen Zahlen und Null,
- $\mathbb{Z} := \{..., -3, -2, -1, 0, 1, 2, 3...\}$ die ganzen Zahlen,
- $\mathbb{Q} := \{ \frac{p}{q} | p, q \in \mathbb{Z}, q \neq 0 \}$ die rationalen Zahlen,
- \mathbb{R} die reellen Zahlen, und
- $\mathbb{C} := \{a + ib | a, b \in \mathbb{R}, i := \sqrt{-1}\}$ die komplexen Zahlen.

Wahrscheinlichkeitstheorie und Frequentistische Inferenz | © 2023 Dirk Ostwald CC BY 4.0

Spezielle Mengen 20

Die natürlichen und ganzen Zahlen eignen sich insbesondere zum Quantifizieren diskreter Phänomene. Die rationalen und insbesondere die reellen Zahlen eignen sich zum Quantifizieren kontinuierlicher Phänomene. \mathbb{R} umfasst dabei die rationalen Zahlen und die sogenannten *irrationalen Zahlen* $\mathbb{R} \setminus \mathbb{Q}$. Rationale Zahlen sind Zahlen, die sich, wie oben definiert, durch Brüche ganzer Zahlen ausdrücken lassen. Dies sind alle ganzen Zahlen sowie die negativen und positiven Dezimalzahlen wie z.B. $-\frac{9}{10} = -0.9, \frac{1}{3} = 1.3\overline{3},$ und $\frac{196}{100} = 1.96$. Irrationale Zahlen sind Zahlen, die sich nicht als rationale Zahlen ausdrücken lassen. Beispiele für irrationale Zahlen sind die *Eulersche Zahl* $e \approx 2.71$, die *Kreiszahl* $\pi \approx 3.14$ und die Quadratwurzel von $2, \sqrt{2} \approx 1.41$.

Die reellen Zahlen enthalten als Teilmengen die natürlichen, ganzen, und die rationalen Zahlen. Es gibt also sehr viele reelle Zahlen. Tatsächlich kann man beweisen (Cantor (1892)), dass es mehr reelle Zahlen als natürliche Zahlen gibt, obwohl es sowohl unendlich viele reelle Zahlen als auch unendlich viele natürliche Zahlen gibt. Diese Eigenschaft der reellen Zahlen bezeichnet man als die $\ddot{U}berabz\ddot{a}hlbarkeit$ der reellen Zahlen. Insbesondere gilt

$$\mathbb{N} \subset \mathbb{Z} \subset \mathbb{Q} \subset \mathbb{R}. \tag{2.14}$$

Zwischen zwei reellen Zahlen gibt es unendlich viele weitere reelle Zahlen. Positiv-Unendlich (∞) und Negativ-Unendlich $(-\infty)$ sind keine Zahlen, mit denen in der Standardmathematik gerechnet werden kann. Sie gehören auch nicht zu den in obiger Definition gegebenen Zahlenmengen, es gilt also sowohl $\infty \notin \mathbb{R}$ als auch $-\infty \notin \mathbb{R}$.

Komplexe Zahlen eignen sich zur Beschreibung zweidimensionaler kontinuierlicher Phänomene. Dabei werden die Werte der ersten Dimension im reellen Teil a und die Werte der zweiten Dimension im komplexen Teil b einer komplexen Zahl repräsentiert. Komplexe Zahlen kommen insbesondere bei der Modellierung physikalischer Phänomene und im Bereich der Fourieranalyse zum Einsatz. Wir vertiefen die Theorie komplexer Zahlen an dieser Stelle nicht.

Wichtige Teilmengen der reellen Zahlen sind die sogenannten *Intervalle*. Wir geben folgende Definitionen.

Definition 2.9. Zusammenhängende Teilmengen der reellen Zahlen heißen *Intervalle*. Für $a,b\in\mathbb{R}$ unterscheidet man

• das abgeschlossene Intervall

$$[a,b] := \{x \in \mathbb{R} | a \le x \le b\},$$
 (2.15)

• das offene Interval

$$|a, b| := \{ x \in \mathbb{R} | a < x < b \}, \tag{2.16}$$

• und die halboffenen Intervalle

$$[a, b] := \{x \in \mathbb{R} | a < x \le b\} \text{ und } [a, b] := \{x \in \mathbb{R} | a \le x < b\}.$$
 (2.17)

Wie oben erwähnt sind Positiv-Unendlich (∞) und Negativ-Unendlich $(-\infty)$ keine Elemente von \mathbb{R} . Es gilt also immer $]-\infty,b[$ oder $]-\infty,b[$ bzw. $]a,\infty[$ oder $[a,\infty[$, sowie $\mathbb{R}=]-\infty,\infty[$.

Spezielle Mengen 21

Oft möchte man mehrere Eigenschaften eines Phänomens gleichzeitig quantitativ beschreiben. Zu diesem Zweck können die oben definierten eindimensionalen Zahlenmenge durch Bildung Kartesischer Produkte auf mehrdimensionale Zahlenmengen erweitert werden. Die Elemente Kartesischer Produkte nennt man geordnete Tupel oder auch Vektoren.

Definition 2.10 (Kartesische Produkte). M und N seien zwei Mengen. Dann ist das Kartesische Produkt der Mengen M und N die Menge aller geordneten Tupel (m, n) mit $m \in M$ und $n \in N$, formal

$$M \times N := \{ (m, n) | m \in M, n \in N \}. \tag{2.18}$$

Das Kartesische Produkt einer Menge M mit sich selbst wird bezeichnet mit

$$M^2 := M \times M. \tag{2.19}$$

Seien weiterhin $M_1, M_2, ..., M_n$ Mengen. Dann ist das Kartesische Produkt der Mengen $M_1, ..., M_n$ die Menge aller geordneten n-Tupel $(m_1, ..., m_n)$ mit $m_i \in M_i$ für i = 1, ..., n, formal

$$\prod_{i=1}^n M_i := M_1 \times \cdots \times M_n := \{(m_1,...,m_n) | m_i \in M_i \text{ für } i = 1,...,n\}. \tag{2.20}$$

Das n-fache Kartesische Produkt einer Menge M mit sich selbst wird bezeichnet mit

$$M^n := \prod_{i=1}^n M := \{(m_1, ,..., m_n) | m_i \in M\}. \tag{2.21}$$

Im Gegensatz zu Mengen sind die in Definition 2.10 eingeführten Tupel geordnet. Das heißt, für Mengen gilt zum Beispiel $\{1,2\} = \{2,1\}$, aber für Tupel gilt $(1,2) \neq (2,1)$.

Wie oben beschrieben eignen sich insbesondere die reellen Zahlen zur Beschreibung kontinuierlicher Phänomene. Zur simultanen Beschreibung mehrere Aspekte eines kontinuierlichen Phänomens bietet sich entsprechend die Menge der reellen Tupel n-ter Ordnung an.

Definition 2.11 (Menge der reellen Tupel *n*-ter Ordnung). Das *n*-fache Kartesische Produkt der reellen Zahlen mit sich selbst wird bezeichnet mit

$$\mathbb{R}^n := \prod_{i=1}^n \mathbb{R} := \{x := (x_1, ,..., x_n) | x_i \in \mathbb{R} \}$$
 (2.22)

und wird " \mathbb{R} hoch n" gesprochen. Wir schreiben die Elemente von \mathbb{R}^n als Spalten

$$x := \begin{pmatrix} x_1 \\ \vdots \\ x_n \end{pmatrix} \tag{2.23}$$

und nennen sie n-dimensionale Vektoren. Zu Abgrenzung nennen wir die Elemente von $\mathbb{R}^1 = \mathbb{R}$ auch Skalare.

Ein Beispiel für $x \in \mathbb{R}^4$ ist

$$x = \begin{pmatrix} 0.16\\1.76\\0.23\\7.11 \end{pmatrix}. \tag{2.24}$$

2.4. Selbstkontrollfragen

- 1. Geben Sie die Definition einer Menge nach Cantor (1895) wieder.
- 2. Nennen Sie drei Möglichkeiten zur Definition einer Menge.
- 3. Erläutern Sie die Ausdrücke $m \in M, m \notin N, M \subseteq N, M \subset N$ für zwei Mengen M und N.
- 4. Geben Sie die Definition der Kardinalität einer Menge wieder.
- 5. Geben Sie die Definition der Potenzmenge einer Menge wieder.
- 6. Es sei $M := \{1, 2\}$. Bestimmen Sie $\mathcal{P}(M)$.
- 7. Es seien $M := \{1, 2\}, N := \{1, 4, 5\}$. Bestimmen Sie $M \cup N, M \cap N, M \setminus N, M \Delta N$.
- 8. Erläutern Sie die Symbole \mathbb{N} , \mathbb{N}_n , und \mathbb{N}^0 .
- 9. Erläutern Sie die Unterschiede zwischen $\mathbb N$ und $\mathbb Z$ und zwischen $\mathbb R$ und $\mathbb Q$.
- $10. \ \ {\rm Geben\ Sie\ die\ Definition\ abgeschlossener,\ offener,\ und\ halb offener\ Intervalle\ wieder.}$
- 11. Es seien M und N Mengen. Erläutern Sie die Notation $M\times N$.
- 12. Geben Sie die Definition von \mathbb{R}^n wieder.

3. Summen, Produkte, Potenzen

3.1. Summen

Diese Einheit führt einige Schreibweisen für die Grundrechenarten ein.

Definition 3.1 (Summenzeichen). Es bezeichnet

$$\sum_{i=1}^{n} x_i = x_1 + x_2 + \dots + x_n. \tag{3.1}$$

Dabei stehen

- Σ für das griechische Sigma, mnemonisch für Summe,
- das Subskript i = 1 für den Laufindex und den Startindex,
- \bullet das Superskript n für den Endindex und
- $x_1, x_2, ..., x_n$ für die Summanden.

Für die sinnvolle Benutzung des Summenzeichens ist es essentiell, dass mit mithilfe des Subskripts und des Superskripts Anfang und Ende der Summation festgelegt werden. Die genaue Bezeichnung des Laufindexes ist dagegen für den Wert der Summe irrelevant, es gilt

$$\sum_{i=1}^{n} x_i = \sum_{j=1}^{n} x_j. \tag{3.2}$$

Manchmal wird der Laufindex auch als Element einer *Indexmenge* angegeben. Ist z.B. die Indexmenge $I := \{1, 5, 7\}$ definiert, so ist

$$\sum_{i \in I} x_i := x_1 + x_5 + x_7. \tag{3.3}$$

Im Folgenden wollen wir kurz einige Beispiele für die Benutzung des Summenzeichens betrachten.

• Summation vordefinierter Summanden. Es seien $x_1 := 2, x_2 := 10, x_3 := -4$. Dann gilt

$$\sum_{i=1}^{3} x_i = x_1 + x_2 + x_3 = 2 + 10 - 4 = 8. \tag{3.4}$$

• Summation natürlicher Zahlen. Es gilt

$$\sum_{i=1}^{5} i = 1 + 2 + 3 + 4 + 5 = 15. \tag{3.5}$$

Summen 24

• Summation gerader natürlicher Zahlen. Es gilt

$$\sum_{i=1}^{5} 2i = 2 \cdot 1 + 2 \cdot 2 + 2 \cdot 3 + 2 \cdot 4 + 2 \cdot 5 = 2 + 4 + 6 + 8 + 10 = 30.$$
 (3.6)

• Summation ungerader natürlicher Zahlen. Es gilt

$$\sum_{i=1}^{5} (2i-1) = 2 \cdot 1 - 1 + 2 \cdot 2 - 1 + 2 \cdot 3 - 1 + 2 \cdot 4 - 1 + 2 \cdot 5 - 1 = 1 + 3 + 5 + 7 + 9 = 25. (3.7)$$

Der Umgang mit dem Summenzeichen wird oft durch die Anwendung folgender Rechenregeln vereinfacht.

Theorem 3.1 (Rechenregeln für Summen).

(1) Summen gleicher Summanden

$$\sum_{i=1}^{n} x = nx \tag{3.8}$$

(2) Assoziativität bei Summen gleicher Länge

$$\sum_{i=1}^{n} x_i + \sum_{i=1}^{n} y_i = \sum_{i=1}^{n} (x_i + y_i)$$
(3.9)

(3) Distributivität bei Multiplikation mit einer Konstante

$$\sum_{i=1}^{n} ax_i = a \sum_{i=1}^{n} x_i \tag{3.10}$$

(4) Aufspalten von Summen mit 1 < m < n

$$\sum_{i=1}^{n} x_i = \sum_{i=1}^{m} x_i + \sum_{i=m+1}^{n} x_i$$
 (3.11)

(5) Umindizierung

$$\sum_{i=0}^{n} x_i = \sum_{j=m}^{n+m} x_{j-m} \tag{3.12}$$

0

Beweis. Man überzeugt sich von diesen Rechenregeln durch Ausschreiben der Summen und Anwenden der Rechenregeln von Addition und Multiplikation. Wir zeigen hier exemplarisch die Assoziativität bei Summen gleicher Länge und die Distributivität bei Multiplikation mit einer Konstante. Hinsichtlich ersterer haben wir

$$\begin{split} \sum_{i=1}^{n} x_i + \sum_{i=1}^{n} y_i &= x_1 + x_2 + \dots + x_n + y_1 + y_2 + \dots + y_n \\ &= x_1 + y_1 + x_2 + y_2 + \dots + x_n + y_n \\ &= \sum_{i=1}^{n} (x_i + y_i). \end{split} \tag{3.13}$$

Produkte 25

Hinsichtlich letzterer gilt

$$\begin{split} \sum_{i=1}^{n} ax_i &= ax_1 + ax_2 + \dots + ax_n \\ &= a(x_1 + x_2 + \dots + x_n) \\ &= a\sum_{i=1}^{n} x_i. \end{split} \tag{3.14}$$

Als Beispiel für die Anwendung einer Rechenregel betrachten wir die Auswertung eines Mittelwertes (manchmal auch Durchschnitt genannt). Dazu seien $x_1, x_2, ..., x_n$ reelle Zahlen. Der Mittelwert dieser Zahlen entspricht der Summe von $x_1, x_2, ..., x_n$ geteilt durch die Anzahl der Zahlen n. Dabei ist es nach obiger Rechenregel (3) irrelevant, ob zunächst die Zahlen aufaddiert werden und dann die resultierende Summe durch n geteilt wird, oder die Zahlen jeweils einzeln durch n geteilt werden und die entsprechenden Ergebenisse dann aufaddiert werden. Genauer gilt durch Anwendung von Rechenregel (3) mit n=1/n, dass

$$\frac{1}{n}\sum_{i=1}^{n}x_{i} = \sum_{i=1}^{n}\frac{x_{i}}{n}.$$
(3.15)

So ist zum Beispiel der Mittelwert von $x_1 := 1, x_2 := 4, x_3 := 2$ $x_4 := 1$ gegeben durch

$$\frac{1}{4} \sum_{i=1}^{4} x_i = \frac{1}{4} (1 + 4 + 2 + 1) = \frac{8}{4} = 2 = \frac{8}{4} = \frac{1}{4} + \frac{4}{4} + \frac{2}{4} + \frac{1}{4} = \sum_{i=1}^{4} \frac{x_i}{4}.$$
 (3.16)

3.2. Produkte

Eine analoge Schreibweise zum Summenzeichen bietet das Produktzeichen für Produkte.

Definition 3.2 (Produktzeichen). Es bezeichnet

$$\prod_{i=1}^{n} x_i = x_1 \cdot x_2 \cdot \dots \cdot x_n. \tag{3.17}$$

Dabei stehen

- \prod für das griechische Pi, mnemonisch für Produkt,
- das Subskript i = 1 für den Laufindex und den Startindex,
- das Superskript n für den Endindex,
- $x_1, x_2, ..., x_n$ für die Produktterme

•

Analog zum Summenzeichen gilt, dass das Produktzeichen nur mit Subskript und Superskripten zu Lauf- und Endindex Sinn ergibt. Die genaue Bezeichnung des Laufindizes ist wiederum irrelevant, es gilt

$$\prod_{i=1}^{n} x_i = \prod_{j=1}^{n} x_j. \tag{3.18}$$

Potenzen 26

Auch hier wird in seltenen Fällen der Laufindex als Element einer Indexmenge angegeben. Ist z.B. die Indexmenge $J := \mathbb{N}_2^0$ definiert, so ist

$$\prod_{j \in J} x_j := x_0 \cdot x_1 \cdot x_2. \tag{3.19}$$

3.3. Potenzen

Produkte von Zahlen mit sich selbst können mithilfe der Potenzschreibweise abgekürzt werden.

Definition 3.3 (Potenz). Für $a \in \mathbb{R}$ und $n \in \mathbb{N}^0$ ist die n-te Potenz von a definiert durch

$$a^0 := 1 \text{ und } a^{n+1} := a^n \cdot a.$$
 (3.20)

Weiterhin ist für $a \in \mathbb{R} \setminus 0$ und $n \in \mathbb{N}^0$ die negative n-te Potenz von a definiert durch

$$a^{-n} := (a^n)^{-1} := \frac{1}{a^n}. (3.21)$$

a wird dabei Basis und n wird Exponent genannt.

Die Art der Definition von a^{n+1} mit Rückbezug auf die Potenz a^n in obiger Definition nennt man rekursiv. Die Definition $a^0 := 1$ nennt man dabei den Rekursionsanfang; er macht die rekursive Definition von a^{n+1} erst möglich. Die Definition $a^{n+1} := a^n \cdot a$ nennt man auch Rekursionsschritt. Folgende Rechenregeln vereinfachen das Rechnen mit Potenzen.

Theorem 3.2 (Rechenregeln für Potenzen). Für $a, b \in \mathbb{R}$ und $n, m \in \mathbb{Z}$ mit $a \neq 0$ bei negativen Exponenten gelten folgende Rechenregeln:

$$a^n a^m = a^{n+m} (3.22)$$

$$(a^n)^m = a^{nm} (3.23)$$

$$(ab)^n = a^n b^n (3.24)$$

0

Wir verzichten auf einen Beweis. Beispielsweise gelten also

$$2^{2} \cdot 2^{3} = (2 \cdot 2) \cdot (2 \cdot 2 \cdot 2) = 2^{5} = 2^{2+3}, \tag{3.25}$$

$$(3^2)^3 = (3 \cdot 3)^3 = (3 \cdot 3) \cdot (3 \cdot 3) \cdot (3 \cdot 3) = 3^6 = 3^{2 \cdot 3}, \tag{3.26}$$

und

$$(2 \cdot 4)^2 = (2 \cdot 4) \cdot (2 \cdot 4) = (2 \cdot 2) \cdot (4 \cdot 4) = 2^2 \cdot 4^2. \tag{3.27}$$

In enger Beziehung zur Potenz steht die Definition der nten Wurzel:

Wahrscheinlichkeitstheorie und Frequentistische Inferenz \mid © 2023 Dirk Ostwald CC BY 4.0

Definition 3.4 (n-te Wurzel). Für $a \in \mathbb{R}$ und $n \in \mathbb{N}$ ist die n-te Wurzel von a definiert als die Zahl r, so dass

$$r^n = a. (3.28)$$

Beim Rechnen mit Wurzeln ist die Potenzschreibweise von Wurzeln oft hilfreich, da sie die direkte Anwendung der Rechenregeln für Potenzen ermöglicht.

Theorem 3.3 (Potenzschreibweise der n-ten Wurzel). Es sei $a \in \mathbb{R}$, $n \in \mathbb{N}$, und r die n-te Wurzel von a. Dann gilt

$$r = a^{\frac{1}{n}} \tag{3.29}$$

Beweis. Es gilt

$$\left(a^{\frac{1}{n}}\right)^n = a^{\frac{1}{n}} \cdot a^{\frac{1}{n}} \cdot \dots \cdot a^{\frac{1}{n}} = a^{\sum_{i=1}^n \frac{1}{n}} = a^1 = a. \tag{3.30}$$

Also gilt mit der Definition der n-ten Wurzel, dass $r = a^{\frac{1}{n}}$.

П

Das Rechnen mit Quadratwurzeln wird durch die Potenzschreibweise $\sqrt{x}=x^{\frac{1}{2}}$ sehr erleichtert. Zum Beispiel gilt

$$\frac{2\pi}{\sqrt{2\pi}} = \frac{2\pi}{(2\pi)^{\frac{1}{2}}} = (2\pi)^1 \cdot (2\pi)^{-\frac{1}{2}} = (2\pi)^{1-\frac{1}{2}} = (2\pi)^{\frac{1}{2}} = \sqrt{2\pi}.$$
 (3.31)

3.4. Selbstkontrollfragen

- 1. Geben Sie die Definition des Summenzeichens wieder. 2. Berechnen Sie die Summen $\sum_{i=1}^3 2, \sum_{i=1}^3 i^2$, und $\sum_{i=1}^3 \frac{2}{3}i$. 3. Schreiben Sie die Summe 1+3+5+7+9+11 mithilfe des Summenzeichens.
- 4. Schreiben Sie die Summe 0+2+4+6+8+10 mithilfe des Summenzeichens.
- 5. Geben Sie die Definition des Produktzeichens wieder.
- 6. Geben Sie die Definition der n-ten Potenz von $a \in \mathbb{R}$ wieder.
- 7. Berechnen Sie $2^2 \cdot 2^3$ und 2^5 und geben Sie die zugehörige Potenzregel wieder.
- 8. Berechnen Sie 6^2 und $2^2 \cdot 3^2$ und geben Sie die zugehörige Potenzregel wieder.
- 9. Begründen Sie, warum die n-te Wurzel von a als $a^{\frac{1}{n}}$ geschrieben werden kann.
- 10. Berechnen Sie $(\sqrt{2})^{\frac{2}{3}}$, $9^{\frac{1}{2}}$, und $4^{-\frac{1}{2}}$.

4. Funktionen

Funktionen bilden zusammen mit den Mengen die Grundpfeiler mathematischer Modellierung. In dieser Einheit definieren wir den Begriff der Funktion, führen erste Eigenschaften von Funktionen ein und geben eine Übersicht über einige elementare Funktionen. Funktionen werden äquivalent auch als Abbildungen bezeichnet.

4.1. Definition und Eigenschaften

Definition 4.1 (Funktion). Eine Funktion oder Abbildung f ist eine Zuordnungsvorschrift, die jedem Element einer Menge D genau ein Element einer Zielmenge Z zuordnet. D wird dabei Definitionsmenge von f und Z wird Zielmenge von f genannt. Wir schreiben

$$f: D \to Z, x \mapsto f(x),$$
 (4.1)

wobei $f: D \to Z$ gelesen wird als "die Funktion f bildet alle Elemente der Menge D eindeutig auf Elemente in Z ab" und $x \mapsto f(x)$ gelesen wird als "x, welches ein Element von D ist, wird durch die Funktion f auf f(x) abgebildet, wobei f(x) ein Element von Z ist". Der Pfeil \to steht für die Abbildung zwischen den Mengen D und Z, der Pfeil \to steht für die Abbildung zwischen einem Element von Z.

Es ist zentral, zwischen der Funktion f als Zuordnungsvorschrift und einem Wert der Funktion f(x) als Element von Z zu unterscheiden. x ist das Argument der Funktion (der Input der Funktion), f(x) der Wert, den die Funktion f für das Argument x annimmt (der Output der Funktion). Üblicherweise folgt in der Definition einer Funktion f(x) die Definition der funktionalen Form von f, also einer Regel, wie aus x der Wert f(x) zu bilden ist. Zum Beispiel wird in folgender Definition einer Funktion

$$f: \mathbb{R} \to \mathbb{R}_{\geq 0}, x \mapsto f(x) := x^2 \tag{4.2}$$

die Definition der Potenz genutzt.

Funktionen sind immer eindeutig, in dem Sinne dass sie jedem $x \in D$ bei jeder Anwendung der Funktion immer dasselbe $f(x) \in Z$ zuordnen. Funktionen setzen dabei Elemente von Mengen miteinander in Beziehung. Die Mengen dieser Elemente erhalten spezielle Bezeichnungen.

Definition 4.2 (Bildmenge und Urbildmenge). Es sei $f: D \to Z, x \mapsto f(x)$ eine Funktion und es seien $D' \subseteq D$ und $Z' \subseteq Z$. Die Menge

$$f(D') := \{ z \in Z | \text{Es gibt ein } x \in D' \text{ mit } z = f(x) \}$$

$$\tag{4.3}$$

heißt die Bildmenge von D' und $f(D) \subseteq Z$ heißt der Wertebereich von f. Weiterhin heißt die Menge

$$f^{-1}(Z') := \{ x \in D | f(x) \in Z' \} \tag{4.4}$$

die Urbildmenge von Z'. $x \in D$ mit $z = f(x) \in Z$ heißt auch Urbild von z.

Man beachte, dass der Wertebereich f(D) von f und die Zielmenge Z von f sind nicht notwendigerweise identisch sein müssen. Grundlegende Eigenschaften von Funktionen werden in folgender Definition festgelegt.

Definition 4.3 (Injektivität, Surjektivität, Bijektivität). $f: D \to Z, x \mapsto f(x)$ sei eine Funktion. f heißt injektiv, wenn es zu jedem Bild $z \in f(D)$ genau ein Urbild $x \in D$ gibt. Äquivalent gilt, dass f injektiv ist, wenn aus $x_1, x_2 \in D$ mit $x_1 \neq x_2$ folgt, dass $f(x_1) \neq f(x_2)$ ist. f heißt surjektiv, wenn f(D) = Z gilt, wenn also jedes Element der Zielmenge Z ein Urbild in der Definitionsmenge D hat. Schließlich heißt f bijektiv, wenn f injektiv und surjektiv ist. Bijektive Funktionen werden auch eineindeutige Funktionen (engl. one-to-one mappings) genannt.

Abbildung 4.1 verdeutlicht diese Definitionen anhand dreier (Gegen)beispiele.

Nicht-injektiv Nicht-surjektiv Bijektiv 1 2 -2 2 В C 3 3 3

Abbildung 4.1. Injektivität, Surjektivität, Bijektivität.

Abbildung 4.1 A visualisiert die nicht-injektive Funktion

$$f: \{1, 2, 3\} \to \{A, B\}, x \mapsto f(x) := \begin{cases} f(1) & := A \\ f(2) & := A \\ f(3) & := B \end{cases}$$
 (4.5)

Die Funktion ist nicht-injektiv, weil es zum Element A in der Bildmenge von f mehr als ein Urbild in der Definitionsmenge von f gibt, nämlich 1 und 2.

Abbildung 4.1 B visualisiert die nicht-surjektive Funktion

$$g: \{1, 2, 3\} \to \{A, B, C, D\}, x \mapsto g(x) := \begin{cases} g(1) & := A \\ g(2) & := B \\ g(3) & := D \end{cases}$$
 (4.6)

Funktionentypen 30

Die Funktion ist nicht surjektiv, weil das Element D in der Zielmenge von f kein Urbild in der Definitionsmenge von f hat. Abbildung 4.1 C schließlich visualisiert die bijektive Funktion

$$h: \{1, 2, 3\} \to \{A, B, C\}, x \mapsto g(x) := \begin{cases} h(1) & := A \\ h(2) & := B \\ h(3) & := C \end{cases}$$
(4.7)

Zu jedem Element in der Zielmenge von h gibt es $genau\ ein$ Urbild, die Funktion ist also injektiv und surjektiv und damit bijektiv.

Als weiteres Beispiel betrachten wir die Funktion

$$f: \mathbb{R} \to \mathbb{R}, x \mapsto f(x) := x^2 \tag{4.8}$$

Diese Funktion ist nicht injektiv, weil z.B. für $x_1=2\neq -2=x_2$ gilt, dass $f(x_1)=2^2=4=(-2)^2=f(x_2)$. Weiterhin ist f auch nicht surjektiv, weil z.B. $-1\in\mathbb{R}$ kein Urbild unter f hat. Schränkt man die Definitionsmenge von f allerdings auf die nicht-negativen reellen Zahlen ein, definiert man also die Funktion

$$\tilde{f}: [0, \infty[\to [0, \infty[, x \mapsto \tilde{f}(x) := x^2, \tag{4.9})]$$

so ist \tilde{f} im Gegensatz zu f injektiv und surjektiv, also bijektiv.

4.2. Funktionentypen

Durch Verkettung lassen sich aus Funktionen weitere Funktionen bilden.

Definition 4.4 (Verkettung von Funktionen). Es seien $f: D \to Z$ und $g: Z \to S$ zwei Funktionen, wobei die Wertemenge von f mit der Definitionsmenge von g übereinstimmen sollen. Dann ist durch

$$g \circ f: D \to S, x \mapsto (g \circ f)(x) := g(f(x)) \tag{4.10}$$

eine Funktion definiert, die die Verkettung von f und g genannt wird.

Die Schreibweise für verkettete Funktionen ist etwas gewöhnungsbedürftig. Wichtig ist es zu erkennen, dass $g \circ f$ die verkette Funktion und $(g \circ f)(x)$ ein Element in der Zielmenge der verketten Funktion bezeichnen. Intuitiv wird bei der Auswertung von $(g \circ f)(x)$ zunächst die Funktion f auf x angewendet und dann die Funktion g das Element auf f(x) von R angewendet. Dies ist in der funktionalen Form g(f(x)) festgehalten. Der Einfachheit halber benennt man die Verkettung zweier Funktionen auch oft mit einem einzelnen Buchstaben und schreibt beispielsweise, $h := g \circ f$ mit h(x) = g(f(x)).

Leicht zur Verwirrung kann es führen, wenn Elemente in der Zielmenge von f mit y bezeichnet werden, also die Schreibweise y = f(x) und h(x) = g(y) genutzt wird. Allerdings ist diese Schreibweise manchmal zur notationellen Vereinfachung nötig.

Als Beispiel für die Verkettung zweier Funktionen betrachten wir

$$f: \mathbb{R} \to \mathbb{R}, x \mapsto f(x) := -x^2 \tag{4.11}$$

Wahrscheinlichkeitstheorie und Frequentistische Inferenz | © 2023 Dirk Ostwald CC BY 4.0

_

Funktionentypen 31

und

$$g: \mathbb{R} \to \mathbb{R}, x \mapsto g(x) := \exp(x).$$
 (4.12)

Die Verkettung von f und g ergibt sich in diesem Fall zu

$$g \circ f : \mathbb{R} \to \mathbb{R}, x \mapsto (g \circ f)(x) := g(f(x)) = \exp(-x^2). \tag{4.13}$$

Eine erste Anwendung der Verkettung von Funktionen findet sich in folgender Definition.

Definition 4.5 (Inverse Funktion). Es sei $f: D \to Z, x \mapsto f(x)$ eine bijektive Funktion. Dann heißt die Funktion f^{-1} mit

$$f^{-1} \circ f : D \to D, x \mapsto (f^{-1} \circ f)(x) := f^{-1}(f(x)) = x$$
 (4.14)

 $inverse\ Funktion,\ Umkehrfunktion\ oder\ einfach\ Inverse\ von\ f.$

Inverse Funktionen sind immer bijektiv. Dies folgt, weil f bijektiv ist und damit jedem $x \in D$ genau ein $f(x) = z \in Z$ zugeordnet wird. Damit wird aber auch jedem $z \in Z$ genau ein $x \in D$, nämlich $f^{-1}(f(x)) = x$ zugeordnet.

Intuitiv macht die inverse Funktion von f den Effekt von f auf ein Element x rückgängig. Betrachtet man den Graphen einer Funktion in einem Kartesischen Koordinatensystem, so führt die Anwendung von einem Wert auf der x-Achse zu einem Wert auf der y-Achse. Die Anwendung der inversen Funktion führt dementsprechend von einem Wert auf der y-Achse zu einem Wert auf der x-Achse. Betrachten wir zum Beispiel die Funktion

$$f: \mathbb{R} \to \mathbb{R}, x \mapsto f(x) := 2x =: y. \tag{4.15}$$

Dann ist die inverse Funktion von f gegeben durch

$$f^{-1}: \mathbb{R} \to \mathbb{R}, y \mapsto f^{-1}(y) := \frac{1}{2}y,$$
 (4.16)

weil für jedes $x \in \mathbb{R}$ gilt, dass

$$(f^{-1} \circ f)(x) := f^{-1}(f(x)) = f^{-1}(2x) = \frac{1}{2} \cdot 2x = x. \tag{4.17}$$

Eine wichtige Klasse von Funktionen sind lineare Abbildungen.

Definition 4.6 (Lineare Abbildung). Eine Abbildung $f: D \to Z, x \mapsto f(x)$ heißt *lineare Abbildung*, wenn für $x, y \in D$ und einen Skalar c gelten, dass

$$f(x+y) = f(x) + f(y)f(cx) = cf(x)$$
 (Additivität)

und

$$f(cx) = cf(x)$$
 (Homogenität)

Eine Abbildung, für die obige Eigenschaften nicht gelten, heißt nicht-lineare Abbildung.

Funktionentypen 32

Lineare Abbildungen sind oft als "gerade Linien" bekannt. Die allgemeine Definition linearer Abbildungen ist mit dieser Intuition nicht komplett kongruent. Insbesondere sind lineare Abbildungen nur solche Funktionen, die den Nullpunkt auf den Nullpunkt abbilden. Wir zeigen dazu folgendes Theorem.

Theorem 4.1 (Lineare Abbildung der Null). $f:D\to Z$ sei eine lineare Abbildung. Dann gilt

$$f(0) = 0. (4.18)$$

0

Beweis. Wir halten zunächst fest, dass mit der Additivität von f gilt, dass

$$f(0) = f(0+0) = f(0) + f(0). (4.19)$$

Addition von -f(0) auf beiden Seiten obiger Gleichung ergibt dann

$$f(0) - f(0) = f(0) + f(0) - f(0)$$

$$0 = f(0)$$
(4.20)

und damit ist alles gezeigt.

Wir wollen den Begriff der linearen Abbildung noch an zwei Beispielen verdeutlichen.

• Für $a \in \mathbb{R}$ ist die Abbildung

$$f: \mathbb{R} \to \mathbb{R}, x \mapsto f(x) := ax$$
 (4.21)

eine lineare Abbildung, weil gilt, dass

$$f(x+y) = a(x+y) = ax + ay = f(x) + f(y)$$
 und $f(cx) = acx = cax = cf(x)$. (4.22)

• Für $a, b \in \mathbb{R}$ ist dagegen die Abbildung

$$f: \mathbb{R} \to \mathbb{R}, x \mapsto f(x) := ax + b \tag{4.23}$$

nicht-linear, weil z.B. für a := b := 1 gilt, dass

$$f(x+y) = 1(x+y) + 1 = x + y + 1 \neq x + 1 + y + 1 = f(x) + f(y). \tag{4.24}$$

Eine Abbildung der Form f(x) := ax + b heißt linear-affine Abbildung oder linear-affine Funktion. Etwas unsauber werden Funktionen der Form f(x) := ax + b auch manchmal als lineare Funktionen bezeichnet.

Neben den bisher diskutierten Funktionentypen gibt es noch viele weitere Klassen von Funktionen. In folgender Definition klassifizieren wir Funktionen anhand der Dimensionalität ihrer Definitions- und Zielmengen. Diese Art der Funktionsklassifikation ist oft hilfreich, um sich einen ersten Überblick über ein mathematisches Modell zu verschaffen.

Definition 4.7 (Funktionenarten). Wir unterscheiden

Elementare Funktionen 33

• univariate reellwertige Funktionen der Form

$$f: \mathbb{R} \to \mathbb{R}, x \mapsto f(x),$$
 (4.25)

• multivariate reellwertige Funktionen der Form

$$f: \mathbb{R}^n \to \mathbb{R}, x \mapsto f(x) = f(x_1, ..., x_n), \tag{4.26}$$

• und multivariate vektorwertige Funktionen der Form

$$f:\mathbb{R}^n\to\mathbb{R}^m, x\mapsto f(x)=\begin{pmatrix} f_1(x_1,...,x_n)\\ \vdots\\ f_m(x_1,...,x_n) \end{pmatrix}, \tag{4.27}$$

wobei f_i , i = 1, ..., m die Komponenten(funktionen) von f genannt werden.

In der Physik werden multivariate reellwertige Funktionen Skalarfelder und multivariate vektorwertige Funktionen Vektorfelder genannt. In manchen Anwendungen treten zum Beispiel auch matrixvariate matrixwertige Funktionen auf.

4.3. Elementare Funktionen

Als elementare Funktionen bezeichnen wir eine kleine Schar von univariaten reellwertigen Funktionen, die häufig als Bausteine komplexerer Funktionen auftreten. Dies sind die Polynomfunktionen, die Exponentialfunktion, die Logarithmusfunktion und die Gammafunktion. Im Folgenden geben wir wesentliche Eigenschaften dieser Funktionen und ihre Graphen an. Für Beweise der Eigenschaften der hier vorgestellten F unktionen verweisen wir auf die weiterführende Literatur.

Definition 4.8 (Polynomfunktionen). Eine Funktion der Form

$$f: \mathbb{R} \to \mathbb{R}, x \mapsto f(x) := \sum_{i=0}^{k} a_i x^i = a_0 + a_1 x^1 + a_2 x^2 + \dots + a_k x^k \tag{4.28}$$

heißt Polynomfunktion k-ten Grades mit Koeffizienten $a_0, a_1, ..., a_k \in \mathbb{R}$.

Einige ausgewählte Polynomfunktionen sind in Tabelle 4.1 aufgelistet, Abbildung 4.2 zeigt die enstprechende Graphen.

Tabelle 4.1. Ausgewählte Polynomfunktionen

Name	Funktionale Form	Koeffizienten
Konstante Funktion Identitätsfunktion Linear-affine Funktion Quadratfunktion	$f(x) = a$ $f(x) = x$ $f(x) = ax + b$ $f(x) = x^{2}$	$\begin{array}{c} a_0 \coloneqq a, a_i \coloneqq 0, i > 0 \\ a_0 \coloneqq 0, a_1 \coloneqq 1, a_i \coloneqq 0, i > 1 \\ a_0 \coloneqq b, a_1 \coloneqq a, a_i \coloneqq 0, i > 1 \\ a_0 \coloneqq b, a_1 \coloneqq a, a_i \coloneqq 0, i > 1 \\ a_0 \coloneqq 0, a_1 \coloneqq 0, a_2 \coloneqq 1, a_i \coloneqq 0, i > 2 \end{array}$

Ein wichtiges Funktionenpaar sind die Exponentialfunktion und die Logarithmusfunktion. Die Graphen der Exponential- und Logarithmusfunktion sind in Abbildung 4.3 abgebildet.

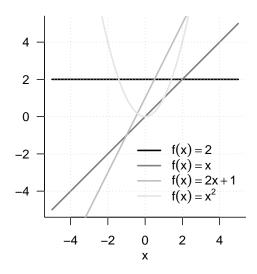


Abbildung 4.2. Ausgewählte Polynomfunktionen

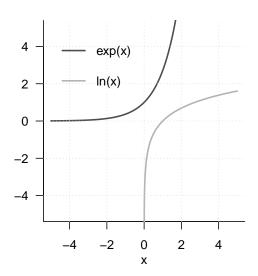


Abbildung 4.3. Exponentialfunktion und Logarithmusfunktion

Definition 4.9 (Exponential funktion). Die Exponential funktion ist definiert als

$$\exp: \mathbb{R} \to \mathbb{R}, x \mapsto \exp(x) := e^x := \sum_{n=0}^{\infty} \frac{x^n}{n!} = 1 + x + \frac{x^2}{2!} + \frac{x^3}{3!} + \frac{x^4}{4!} + \cdots.$$
 (4.29)

Die Exponentialfunktion hat unter anderem folgende Eigenschaften.

Wertebereich der Exponentialfunktion

- $\begin{array}{ll} \bullet & x \in]-\infty, 0[\Rightarrow \exp(x) \in]0, 1[\\ \bullet & x \in]0, \infty[& \Rightarrow \exp(x) \in]1, \infty[\end{array}$

Insbesondere nimmt die Exponentialfunktion also nur positive Werte an.

Monotonieeigenschaft der Exponentialfunktion

•
$$x < y \Rightarrow \exp(x) < \exp(y)$$

Spezielle Werte der Exponentialfunktion

- $\exp(0) = 1$
- $\exp(1) = e \approx 2.71$

Die Logarithmusfunktion schneidet die y-Achse also bei 0. Die Zahl e heißt Eulersche Zahl.

Summationseigenschaft und Subtraktionseigenschaft der Exponentialfunktion

- $\exp(x+y) = \exp(x)\exp(y)$
- $\exp(x-y) = \frac{\exp(x)}{\exp(y)}$

Mit den speziellen Werten der Exponentialfunktion gilt dann insbesondere auch

$$\exp(x)\exp(-x) = \exp(x - x) = \exp(0) = 1. \tag{4.30}$$

Definition 4.10 (Logarithmusfunktion). Die Logarithmusfunktion ist definiert als inverse Funktion der Exponentialfunktion,

$$\ln :]0, \infty[\to \mathbb{R}, x \mapsto \ln(x) \text{ mit } \ln(\exp(x)) = x \text{ für alle } x \in \mathbb{R}.$$
 (4.31)

Die Logarithmusfunktion hat unter anderem folgende Eigenschaften.

Wertebereich der Logarithmusfunktion

- $x \in [0, 1[\Rightarrow \ln(x) \in] \infty, 0[$
- $x \in]1, \infty[\Rightarrow \ln(x) \in]0, \infty[$

Die Logarithmusfunktion nimmt also sowohl negative als auch positive Werte an.

Monotonie der Logarithmusfunktion

• $x < y \Rightarrow \ln(x) < \ln(y)$

Spezielle Werte der Logarithmusfunktion

• ln(1) = 0 und ln(e) = 1.

Die Logarithmusfunktion schneidet die x-Achse also bei 1.

Produkteigenschaft, Potenzeigenschaft und Divisionseigenschaft der Logarithmusfunktion

- $\ln(xy) = \ln(x) + \ln(y)$
- $\ln(x^c) = c \ln(x)$ $\ln\left(\frac{1}{x}\right) = -\ln(x)$

Letztere Eigenschaft sind beim Rechnen Logarithmusfunktionen zentral. Man merkt sie sich intuitiv als "Die Logarithmusfunktion wandelt Produkte in Summen und Potenzen in Produkte um."

Ein häufiger Begleiter in der Wahrscheinlichkeitstheorie ist die Gammafunktion. Ein Auschnitt des Graphen der Gammafunktion ist in Abbildung 4.4 dargestellt.

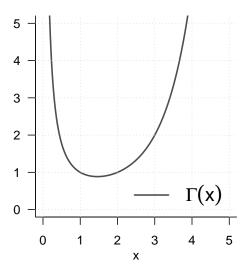


Abbildung 4.4. Gammafunktion

Definition 4.11 (Gammafunktion). Die Gammafunktion ist definiert durch

$$\Gamma: \mathbb{R} \to \mathbb{R}, x \mapsto \Gamma(x) := \int_0^\infty \xi^{x-1} \exp(-\xi) \, d\xi \tag{4.32}$$

Die Gammafunktion hat folgende Eigenschaften:

Spezielle Werte der Gammafunktion

- $\Gamma(1) = 1$
- $\Gamma(\frac{1}{2}) = \sqrt{\pi}$ $\Gamma(n) = (n-1)!$ für $n \in \mathbb{N}$.

Rekursionseigenschaft der Gammafunktion

• Für x > 0 gilt $\Gamma(x+1) = x\Gamma(x)$

4.4. Selbstkontrollfragen

- 1. Geben Sie die Definition einer Funktion wieder.
- 2. Geben Sie die Definition der Begriffe Bildmenge, Wertebereich, und Urbildmenge wieder.
- 3. Geben Sie die Definitionen der Begriffe Surjektivität, Injektivität, und Bijektivität wieder.
- 4. Erläutern Sie, warum $f:\mathbb{R}\to\mathbb{R}, x\mapsto f(x):=x^2$ weder injektiv noch surjektiv ist.
- 5. Erläutern Sie, warum $f:[0,\infty[\to[0,\infty[,x\mapsto f(x):=x^2$ bijektiv ist.
- 6. Geben Sie die Definition der Verkettung von Funktionen wieder.
- 7. Geben Sie die Definition des Begriffs der inversen Funktion wieder.
- 8. Geben Sie die inverse Funktion von x^2 auf $[0, \infty[$ an.
- 9. Geben Sie die Definition des Begriffs der linearen Abbildung wieder.
- 10. Geben Sie die Definitionen der Begriffe der univariat-reellwertigen, multivariat-reellwertigen und multivariat-vektorwertigen Funktion wieder.
- 11. Skizzieren Sie die Identitätsfunktion und die konstante Funktion für $a\coloneqq 1.$
- 12. Skizzieren Sie die linear-affine Funktion f(x) = ax + b für a = 2 und b = 3.
- 13. Skizzieren Sie die Funktionen $f(x) := (x-1)^2$ und $g(x) := (x+3)^2$.
- 14. Skizzieren Sie die Exponential- und Logarithmusfunktionen.
- 15. Geben Sie die Summations- und Subtraktionseigenschaften der Exponentialfunktion an.
- 16. Geben Sie die Produkt-, Potenz- und Divisionseigenschaften der Logarithmusfunktion an.

5. Differentialrechnung

Die Differentialrechnung befasst sich mit der Änderung von Funktionen. Sie bildet einerseits die Grundlage für die mathematische Modellierung mithilfe von Differentialgleichungen, also der Beschreibung von Funktionen anhand ihrer Änderungsraten. Zum anderen bildet die Differentialrechnung die Grundlage der Optimierung, also des Bestimmens von Extremstellen von Funktionen. In Kapitel 5.1 führen wir zunächst den Begriff der Ableitung und mit ihm verbundene elementare Rechenregeln ein. In Kapitel 5.2 widmen wir uns dann der Frage, wie man mithilfe von Ableitungen Extremstellen von Funktionen bestimmen kann.

5.1. Definitionen und Rechenregeln

Wir beginnen mit folgender Definition.

Definition 5.1 (Differenzierbarkeit und Ableitung). Es sei $I \subseteq \mathbb{R}$ ein Intervall und

$$f: I \to \mathbb{R}, x \mapsto f(x)$$
 (5.1)

eine univariate reellwertige Funktion. f heißt in $a \in I$ differenzierbar, wenn der Grenzwert

$$f'(a) := \lim_{h \to 0} \frac{f(a+h) - f(a)}{h} \tag{5.2}$$

existiert. f'(a) heißt dann die Ableitung von f an der Stelle a. Ist f differenzierbar für alle $x \in I$, so heißt f differenzierbar und die Funktion

$$f': I \to \mathbb{R}, x \mapsto f'(x)$$
 (5.3)

heißt Ableitung von f.

Für h > 0 heißt der Ausdruck

$$\frac{f(a+h) - f(a)}{h} \tag{5.4}$$

Newtonscher Differenzquotient. Der Newtonsche Differenzquotient misst die Änderung f(a+h)-f(a) von f pro Strecke h auf der x-Achse. Wenn also zum Beispiel f(a) und f(a+h) die Position eines Objektes zu einem Zeitpunkt a und zu einem späteren Zeitpunkt a+h repräsentieren, dann ist f(a+h)-f(a) die von diesem Objekt in der Zeith zurückgelegte Strecke, also seine durchschnittliche Geschwindigkeit über den Zeitraum h. Für $h \to 0$ misst der Newtonsche Differenzquotient die instantane Änderungsrate von f in a, also im Beispiel die Geschwindigkeit des Objektes zu einem Zeitpunkt a.

Aus mathematischer Sicht ist es wichtig, bei der Definition der Ableitung zwischen den Symbolen f'(a) und f' zu unterscheiden. Wie üblich bezeichnet f'(a) den Wert einer

Funktion, also eine Zahl. f' dagegen bezeichnet eine Funktion, nämlich die Funktion, deren Werte als f'(a) für alle $a \in \mathbb{R}$ bestimmt sind.

Es existieren in der Literatur verschiedene, historisch gewachsene Notationen für Ableitungen, welche alle das identische Konzept der Ableitung repräsentieren.

Definition 5.2 (Notation für Ableitungen univariater reellwertiger Funktionen). Es sei feine univariate reellwertige Funktion. Äquivalente Schreibweisen für die Ableitung von fund die Ableitung von f an einer Stelle x sind

- die Lagrange-Notation f' und f'(x),
- die Leibniz-Notation $\frac{df}{dx}$ und $\frac{df(x)}{dx}$, die Newton-Notation \dot{f} und $\dot{f}(x)$, sowie
- die Euler-Notation Df und Df(x),

respektive

Wir werden im Folgenden für univariate reellwertige Funktionen vor allem die Lagrange-Notation f' und f'(x) als Bezeichner wählen. In Berechnungen nutzen wir auch eine adapatierte Form der Leibniz-Notation und verstehen dort die Schreibweise $\frac{d}{dx}f(x)$ als den Auftrag, die Ableitung von f zu berechnen. Die Newton-Notation wird vor allem eingesetzt, wenn das Funktionsargument die Zeit repräsentiert und dann üblicherweise mit t für "time" bezeichnet wird. f(t) bezeichnet dann die Änderungsrate von f zum Zeitpunkt t. Die Euler-Notation ist vor allem im Kontext multivariater reell- oder vektorwertiger Funktionen nützlich.

Basierend auf der Definition der Ableitung einer univariaten reellwertigen Funktionen lassen sich leicht weitere Ableitungen einer solchen Funktion definieren.

Definition 5.3 (Höhere Ableitungen). Es sei f eine univariate reellwertige Funktion und

$$f^{(1)} := f' \tag{5.5}$$

sei die Ableitung von f. Die k-te Ableitung von f ist rekursiv definiert durch

$$f^{(k)} := (f^{(k-1)})' \text{ für } k \ge 0,$$
 (5.6)

unter der Annahme, dass $f^{(k-1)}$ differenzierbar ist. Insbesondere ist die zweite Ableitung von f definiert durch die Ableitung von f', also

$$f'' := (f')' \tag{5.7}$$

In Analogie zu oben Gesagtem schreiben wir in Berechnungen auch $\frac{d^2}{dx^2}f(x)$ für den Auftrag, die zweite Ableitung einer Funktion f zu bestimmen. Die nullte Ableitung $f^{(0)}$ von f ist f selbst. Der Tradition und Einfachheit halber schreibt man für k < 4 gemäß der Lagrange-Notation meist f', f'' und f''' anstelle von $f^{(1)}, f^{(2)}$ und $f^{(3)}$.

Zum Bestimmen der Ableitung einer Funktion sind eine Reihe von Rechenregeln hilfreich, die es erlauben, die Ableitung einer Funktion aus den Ableitungen ihrer Unterfunktionen herzuleiten. Für Beweise der in folgendem Theorem eingeführten Rechenregeln verweisen wir auf die weiterführende Literatur

Theorem 5.1 (Rechenregeln für Ableitungen). Für i = 1, ..., n seien g_i reellwertige univariate differenzierbare Funktionen. Dann gelten folgende Rechenregeln:

(1) Summenregel

$$F\ddot{u}r\ f(x) := \sum_{i=1}^{n} g_i(x) \ gilt\ f'(x) = \sum_{i=1}^{n} g_i'(x). \tag{5.8}$$

(2) Produktregel

$$F\ddot{u}r\ f(x) := g_1(x)g_2(x)\ gilt\ f'(x) = g_1'(x)g_2(x) + g_1(x)g_2'(x). \tag{5.9}$$

(3) Quotientenregel

$$F\ddot{u}r\ f(x) := \frac{g_1(x)}{g_2(x)}\ gilt\ f'(x) = \frac{g_1'(x)g_2(x) - g_1(x)g_2'(x)}{g_2^2(x)}. \eqno(5.10)$$

(4) Kettenregel

$$F\ddot{u}r\ f(x) := g_1(g_2(x))\ gilt\ f'(x) = g_1'(g_2(x))g_2'(x). \tag{5.11}$$

0

Erste Beispiele für die Anwendung obiger Rechenregeln lernen wir im Abschnitt Kapitel 5.2 kennen. Wir setzen eine Reihe von Ableitungen elementarer Funktionen als bekannt voraus, diese sind in Tabelle 5.1 zusammengstellt. Für Beweise verweisen wir wiederum auf die weiterführende Literatur.

Tabelle 5.1. Ableitungen elementarer Funktionen

Name	Definition	Ableitung
Polynomfunktion	$f(x) := \sum_{i=0}^{n} a_i x^i$	$f'(x) = \sum_{i=1}^{n} i a_i x^{i-1}$
Konstante Funktion	f(x) := a	f'(x) = 0
Identitätsfunktion	f(x) := x	f'(x) = 1
Linear-affine Funktion	f(x) := ax + b	f'(x) = a
Quadratfunktion	$f(x) := x^2$	f'(x) = 2x
Exponentialfunktion	$f(x) := \exp(x)$	$f'(x) = \exp(x)$
Logarithmusfunktion	$f(x) := \ln(x)$	$f'(x) = \frac{1}{x}$

In Abbildung 5.1 visualisieren wir die Identitätsfunktion, eine linearen Funktion und die Quadratfunktion zusammen mit ihrer jeweiligen Ableitung. In Abbildung Abbildung 5.2 visualisieren wir die Exponential- und Logarithmusfunktionen zusammen mit ihrer jeweiligen Ableitung.

5.2. Analytische Optimierung

Eine wichtige Anwendung der Differentialrechnung ist das Bestimmen von Extremstellen von Funktionen. Dabei geht es im Kern um die Frage, für welche Werte ihrer Definitionsmenge eine Funktion ein Maximum oder ein Minimum annimmt. Bei einfachen Funktionen ist dies analytisch möglich. Die generelle Vorgehensweise dabei ist oft auch unter dem Stichwort "Kurvendiskussion" bekannt. In der Anwendung ist ein

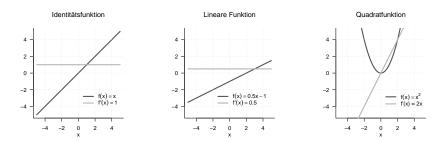


Abbildung 5.1. Ableitungen dreier elementarer Funktionen

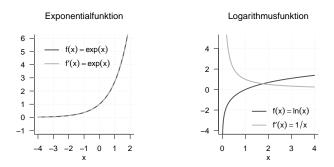


Abbildung 5.2. Ableitungen von Exponentialfunktion und Logarithmusfunktion

analytisches Vorgehen zur Optimierung von Funktionen meist nicht möglich und es werden Computeralgorithmen zur Bestimmung von Extremstellen genutzt. Ein Verständnis dieser Algorithmen setzt allerdings ein Verständnis der Prinzipien der analytischen Optimierung voraus. In diesem Abschnitt geben wir eine Einführung in die analytische Optimierung von univariaten reellwertigen Funktionen. Wir gehen dabei eher informell vor. Einen formaleren Zugang geben wir an späterer Stelle im Kontext der nichtlinearen Optimierung. Wir beginnen damit, die Begriffe der erwähnten Maxima und Minima von univariaten reellwertigen Funktionen zu präzisieren.

Definition 5.4 (Extremstellen und Extremwerte). Es seien $U \subseteq \mathbb{R}$ und $f: U \to \mathbb{R}$ eine univariate reellwertige Funktion. f hat an der Stelle $x_0 \in U$

• ein lokales Minimum, wenn es ein Intervall I :=]a, b[gibt mit $x_0 \in]a, b[$ und

$$f(x_0) \le f(x) \text{ für alle } x \in I \cap U,$$
 (5.12)

• ein globales Minimum, wenn gilt, dass

$$f(x_0) \le f(x) \text{ für alle } x \in U,$$
 (5.13)

• ein lokales Maximum, wenn es ein Intervall I :=]a, b[gibt mit $x_0 \in]a, b[$ und

$$f(x_0) \ge f(x)$$
 für alle $x \in I \cap U$, (5.14)

• ein lokales Maximum, wenn gilt, dass

$$f(x_0) \ge f(x)$$
 für alle $x \in U$. (5.15)

Der Wert $x_0 \in U$ der Definitionsmenge von f heißt entsprechend lokale oder globale Minimalstelle oder Maximalstelle, der Funktionswert $f(x_0) \in \mathbb{R}$ heißt entsprechend lokales oder globales Minimum oder Maximum. Generell heißt der Wert $x_0 \in U$ Extremstelle und der Funktionswert $f(x_0) \in \mathbb{R}$ Extremwert.

Extremstellen von Funktionen werden häufig mit

$$\underset{x \in I \cap U}{\operatorname{argmin}} f(x) \text{ oder } \underset{x \in I \cap U}{\operatorname{argmax}} f(x) \tag{5.16}$$

bezeichnet und Extremwerte von Funktionen werden häufig mit

$$\min_{x \in I \cap U} f(x) \text{ oder } \max_{x \in I \cap U} f(x)$$
 (5.17)

bezeichnet.

Die analytische Optimierung von univariaten reellwertigen Funktionen basiert auf den sogenannten notwendigen und hinreichenden Bedingungen für Extrema. Erstere macht eine Aussage über das Verhalten der ersten Ableitung einer Funktion an einer Extremstelle, letztere macht eine Aussage über das Verhalten einer Funktion an einer Stelle, die bestimmten Forderungen an ihre erste und zweite Ableitung genügt.

Theorem 5.2 (Notwendige Bedingung für Extrema). f sei eine univariate reellwertige Funktion. Dann gilt

$$x_0$$
 ist Extremstelle von $f \Rightarrow f'(x_0) = 0$. (5.18)

Wenn x_0 eine Extremstelle von f ist, dann ist also die erste Ableitung von f in x_0 gleich null. Anstelle eines Beweises überlegen wir uns, dass zum Beispiel an eine lokaler Maximalstelle x_0 von f gilt: links von x_0 steigt f an, rechts von x_0 fällt f ab. In x_0 aber steigt f weder an, noch fällt f ab, es ist also nachvollziehbar, dass $f'(x_0) = 0$ ist.

Theorem 5.3 (Hinreichende Bedingungen für lokale Extrema). f sei eine zweimal differenzierbare univariate reellwertige Funktion.

• Wenn für $x_0 \in U \subseteq \mathbb{R}$

$$f'(x_0) = 0 \text{ und } f''(x_0) > 0 {(5.19)}$$

gilt, dann hat f an der Stelle x_0 ein Minimum.

• Wenn für $x_0 \in U \subseteq \mathbb{R}$

$$f'(x_0) = 0 \text{ und } f''(x_0) < 0 \tag{5.20}$$

gilt, $dann\ hat\ f\ an\ der\ Stelle\ x_0\ ein\ Maximum.$

0

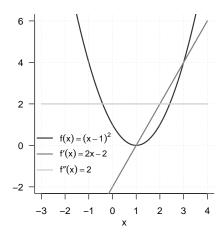


Abbildung 5.3. Analytische Optimierung von $f(x) := (x-1)^2$

Wir verzichten wiederum auf einen Beweis und verdeutlichen uns die Bedingung an dem in Abbildung 5.3 gezeigtem Beispiel. Hier ist offenbar $x_0 = 1$ eine lokale Minimalstelle von $f(x) = (x-1)^2$. Man erkennt: links von x_0 fällt f ab, rechts von x_0 steigt f an. In x_0 steigt f weder an, noch fällt f ab, also ist $f'(x_0) = 0$. Weiter gilt, dass links und rechts von x_0 und in x_0 die Änderung f'' von f' positiv ist: links von x_0 schwächt sich die Negativität von f' zu f' ab und rechts von f' verstärkt sich die Positivität von f'.

Insbesondere die hinreichende Bedingung für das Vorliegen von Extremstellen legt folgendes *Standardverfahren* zur Bestimmung von lokalen Extremstellen nahe.

Theorem 5.4 (Standardverfahren der analytischen Optimierung). f sei eine univariate reellwertige Funktion. Lokale Extremstellen von f können mit folgendem Standardverfahren der analytischen Optimierung identifiziert werden:

- 1. Berechnen der ersten und zweiten Ableitung von f.
- 2. Bestimmen von Nullstellen x^* von f' durch Auflösen von $f'(x^*) = 0$ nach x^* . Die Nullstellen von f' sind dann Kandidaten für Extremstellen von f.
- 3. Evaluation von $f''(x^*)$: Wenn $f''(x^*) > 0$ ist, dann ist x^* lokale Minimumstelle von f; wenn $f''(x^*) < 0$ ist, dann ist x^* lokale Maximumstelle von f; wenn $f''(x^*) = 0$ ist, dann ist x^* keine Extremstelle von f.

0

Anstelle eines Beweises betrachten wir beispielhaft die Funktion

$$f: \mathbb{R} \to \mathbb{R}, x \mapsto f(x) := (x-1)^2. \tag{5.21}$$

aus Abbildung 5.3. Die erste Ableitung von f ergibt sich mit der Kettenregel zu

$$f'(x) = \frac{d}{dx} \left((x-1)^2 \right) = 2(x-1) \cdot \frac{d}{dx} (x-1) = 2x - 2. \tag{5.22}$$

Die zweite Ableitung von f ergibt sich zu

$$f''(x) = \frac{d}{dx}f'(x) = \frac{d}{dx}(2x - 2) = 2 > 0 \text{ für alle } x \in \mathbb{R}.$$
 (5.23)

Auflösen von $f'(x^*) = 0$ nach x^* ergibt

$$f'(x^*) = 0 \Leftrightarrow 2x^* - 2 = 0 \Leftrightarrow 2x^* = 2 \Leftrightarrow x^* = 1.$$
 (5.24)

 $x^* = 1$ ist folglich eine Minimalstelle von f mit zugehörigen Minimalwert f(1) = 0.

5.3. Differentialrechnung multivariater reellwertiger Funktionen

Wir erinnern zunächst an den Begriff der multivariaten reellwertigen Funktion.

Definition 5.5 (Multivariate reellwertige Funktion). Eine Funktion der Form

$$f: \mathbb{R}^n \to \mathbb{R}, x \mapsto f(x) = f(x_1, ..., x_n) \tag{5.25}$$

heißt multivariate reellwertiger Funktion.

Die Argumente multivariater reellwertiger Funktionen sind also reelle n-Tupel der Form $x:=(x_1,...,x_n)$ während ihre Funktionswerte reelle Zahlen sind. Ein Beispiel für eine multivariate reellwertige für n:=2 ist

$$f:\mathbb{R}^2\to\mathbb{R}, x\mapsto f(x):=x_1^2+x_2^2 \tag{5.26}$$

Wir visualisieren diese Funktion in Abbildung 5.4. Dabei zeigt die rechte Abbildung eine Darstellung mithilfe sogenannter *Isokonturen*, also Linien im Definitionsbereich der Funktion, für die die Funktion identische Werte annimmt. Die entsprechenden Werte sind für ausgewählte Isokonturen in der Abbildung vermerkt.

Wir wollen nun beginnen, die Begriffe der Differenzierbarkeit und der Ableitung univariater reellwertiger Funktionen auf den Fall multivariater reellwertiger Funktion zu erweitern. Dazu führen wir zunächst die Begriffe der partiellen Differenzierbarkeit und der partiellen Ableitung ein.

Definition 5.6 (Partielle Differenzierbarkeit und partielle Ableitung). Es sei $D \subseteq \mathbb{R}^n$ eine Menge und

$$f: D \to \mathbb{R}, x \mapsto f(x)$$
 (5.27)

eine multivariate reellwertige Funktion. f heißt in $a \in D$ nach x_i partiell differenzierbar, wenn der Grenzwert

$$\frac{\partial}{\partial x_i} f(x) := \lim_{h \to 0} \frac{f(a + he_i) - f(a)}{h} \tag{5.28}$$

existiert. $\frac{\partial}{\partial x_i} f(a)$ heißt dann die partielle Ableitung von f nach x_i an der Stelle a. Wenn f für alle $x \in D$, nach x_i partiell differenzierbar ist, dann heißt f nach x_i partiell differenzierbar und die Funktion

$$\frac{\partial}{\partial x_i} f: D \to \mathbb{R}, x \mapsto \frac{\partial}{\partial x_i} f(x)$$
 (5.29)

•

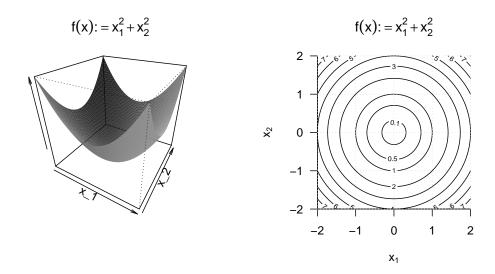


Abbildung 5.4. Visualisierungen einer bivariaten Funktion.

heißt partielle Ableitung von f nach x_i . f heißt partiell differenzierbar in $x \in D$, wenn f für alle i=1,...,n in $x \in D$ nach x_i partiell differenzierbar ist, und f heißt partiell differenzierbar, wenn f für alle i=1,...,n in allen $x \in D$ nach x_i partiell differenzierbar ist.

In Definition 5.6 bezeichnet $e_i \in \mathbb{R}^n$ bezeichnet den iten kanonischen Einheitsvektor, für den gilt, dass $e_{i_j}=1$ für i=j und $e_{i_j}=0$ für $i\neq j$ mit j=1,...,n (vgl. Definition 8.14). In Analogie und Verallgemeinerung zum Newtonschen Differenzquotienten misst der hier auftretende Differenzquotient

$$\frac{f(x+he_i) - f(x)}{h} \tag{5.30}$$

die Änderung $f(x+he_i)-f(x)$ von f pro Strecke h in Richtung e_i . Für $h\to 0$ misst der Differenzquotient entsprechend die Änderungsrate von f in x in Richtung e_i . Wie bei der Betrachtung von Ableitungen gilt, dass $\frac{\partial}{\partial x_i}f(x)$ eine Zahl, $\frac{\partial}{\partial x_i}f$ dagegen eine Funktion ist. Praktisch berechnet man $\frac{\partial}{\partial x_i}f$ als die (einfache) Ableitung

$$\frac{d}{dx_{i}}\tilde{f}_{x_{1},...x_{i-1},x_{i+1},...,x_{n}}(x_{i}) \tag{5.31}$$

der univariaten reellwertigen Funktion

$$\tilde{f}: \mathbb{R} \to \mathbb{R}, x_i \mapsto \tilde{f}_{x_1,...x_{i-1},x_{i+1},...,x_n}(x_i) := f(x_1,...,x_i,...,x_n). \tag{5.32}$$

Man betrachtet für die ite partielle Ableitung also alle x_j mit $j \neq i$ als Konstanten und ist auf das gewohnte Berechnen von Ableitungen von univariaten reellwertigen Funktionen geführt. Wir wollen das Vorgehen zum Berechnen von partiellen Ableitungen an einem ersten Beispiel verdeutlichen.

Beispiel (1)

•

Wir betrachten die Funktion

$$f: \mathbb{R}^2 \to \mathbb{R}, x \mapsto f(x) := x_1^2 + x_2^2.$$
 (5.33)

Weil die Definitionsmenge dieser Funktion zweidimensional ist, kann man zwei partielle Ableitungen berechnen

$$\frac{\partial}{\partial x_1} f: \mathbb{R}^2 \to \mathbb{R}, x \mapsto \frac{\partial}{\partial x_1} f(x) \text{ und } \frac{\partial}{\partial x_2} f: \mathbb{R}^2 \to \mathbb{R}, x \mapsto \frac{\partial}{\partial x_2} f(x). \tag{5.34}$$

Um die erste dieser partiellen Ableitungen zu berechnen, betrachtet man die Funktion

$$f_{x_2}: \mathbb{R} \to \mathbb{R}, x_1 \mapsto f_{x_2}(x_1) := x_1^2 + x_2^2,$$
 (5.35)

wobei x_2 hier die Rolle einer Konstanten einnimmt. Um explizit zu machen, dass x_2 kein Argument der Funktion ist, die Funktion aber weiterhin von x_2 abhängt haben wir die Subskriptnotation $f_{x_2}(x_1)$ verwendet. Um nun die partielle Ableitung zu berechnen, berechnen wir die (einfache) Ableitung von f_{x_2} ,

$$f_{x_2}'(x) = 2x_1. (5.36)$$

Es ergibt sich also

$$\frac{\partial}{\partial x_1} f: \mathbb{R}^2 \to \mathbb{R}, x \mapsto \frac{\partial}{\partial x_1} f(x) = \frac{\partial}{\partial x_1} (x_1^2 + x_2^2) = f'_{x_2}(x) = 2x_1. \tag{5.37}$$

Analog gilt mit der entsprechenden Formulierung von f_{x_1} , dass

$$\frac{\partial}{\partial x_2}f:\mathbb{R}^2\to\mathbb{R}, x\mapsto\frac{\partial}{\partial x_2}f(x)=\frac{\partial}{\partial x_2}(x_1^2+x_2^2)=f'_{x_1}(x)=2x_2. \tag{5.38}$$

Wie bei der Ableitung einer univariaten reellwertigen Funktion ist es auch für eine multivariate reellwertige Funktion möglich, rekursiv eine höhere Ableitung zu definieren.

Definition 5.7 (Zweite partielle Ableitungen). $f:\mathbb{R}^n\to\mathbb{R}$ sei eine multivariate reellwertige Funktion und $\frac{\partial}{\partial x_i}f$ sei die partielle Ableitung von f nach x_i . Dann ist die zweite partielle Ableitung von f nach x_i und x_j definiert als

$$\frac{\partial^2}{\partial x_j x_i} f(x) := \frac{\partial}{\partial x_j} \left(\frac{\partial}{\partial x_i} f \right). \tag{5.39}$$

Man beachte, dass es zu jeder partiellen Ableitung $\frac{\partial}{\partial x_i} f$ für i=1,...,n insgesamt n zweite partiellen Ableitungen $\frac{\partial^2}{\partial x_j \partial x_i} f$ für j=1,...,n gibt. Die so resultierenden n^2 zweiten partiellen Ableitungen sind jedoch nicht alle verschieden. Dies ist eine wesentliche Aussage des $Satzes\ von\ Schwarz$

Theorem 5.5 (Satz von Schwarz). $f: \mathbb{R}^n \to \mathbb{R}$ sei eine partiell differenzierbare multivariate reellwertige Funktion. Dann gilt

$$\frac{\partial^2}{\partial x_j \partial x_i} f(x) = \frac{\partial^2}{\partial x_i \partial x_j} f(x) \text{ für alle } 1 \le i, j \le n.$$
 (5.40)

0

Für einen Beweis verweisen wir auf die weiterführende Literatur. Der Satz von Schwarz besagt insbesondere also auch, dass bei Bildung der zweiten partiellen Ableitungen die Reihenfolge des partiellen Ableitens irrelevant ist. Das Theorem erleichtert auf diese Weise die Berechnung von zweiten partiellen Ableitungen und hilft zudem, analytische Fehler bei der Berechnung zweiter partieller Ableitungen aufzudecken. Wir verdeutlichen dies in Fortführung obigen Beispiels.

Beispiel (1)

Wir wollen die partiellen Ableitungen zweiter Ordnung der Funktion

$$f: \mathbb{R}^2 \to \mathbb{R}, x \mapsto f(x) := x_1^2 + x_2^2.$$
 (5.41)

berechnen. Mit den Ergebnissen für die partiellen Ableitungen erster Ordnung dieser Funktion ergibt sich

$$\begin{split} \frac{\partial^2}{\partial x_1 x_1} f(x) &= \frac{\partial}{\partial x_1} \left(\frac{\partial}{\partial x_1} f(x) \right) = \frac{\partial}{\partial x_1} (2x_1) = 2 \\ \frac{\partial^2}{\partial x_1 x_2} f(x) &= \frac{\partial}{\partial x_1} \left(\frac{\partial}{\partial x_2} f(x) \right) = \frac{\partial}{\partial x_1} (2x_2) = 0 \\ \frac{\partial^2}{\partial x_2 x_1} f(x) &= \frac{\partial}{\partial x_2} \left(\frac{\partial}{\partial x_1} f(x) \right) = \frac{\partial}{\partial x_2} (2x_1) = 0 \\ \frac{\partial^2}{\partial x_2 x_2} f(x) &= \frac{\partial}{\partial x_2} \left(\frac{\partial}{\partial x_2} f(x) \right) = \frac{\partial}{\partial x_2} (2x_2) = 2 \end{split}$$
 (5.42)

Offenbar gilt

$$\frac{\partial^2}{\partial x_1 x_2} f(x) = \frac{\partial^2}{\partial x_2 x_1} f(x). \tag{5.43}$$

Beispiel (2)

Als weiteres Beispiel wollen wird die partiellen Ableitungen erster und zweiter Ordnung der Funktion

$$f: \mathbb{R}^3 \to \mathbb{R}, x \mapsto f(x) := x_1^2 + x_1 x_2 + x_2 \sqrt{x_3}.$$
 (5.44)

berechnen. Mit den Rechenregeln für Ableitungen ergibt sich für die partiellen Ableitungen erster Ordnung

$$\begin{split} &\frac{\partial}{\partial x_1}f(x)=\frac{\partial}{\partial x_1}\left(x_1^2+x_1x_2+x_2\sqrt{x_3}\right)=2x_1+x_2,\\ &\frac{\partial}{\partial x_2}f(x)=\frac{\partial}{\partial x_2}\left(x_1^2+x_1x_2+x_2\sqrt{x_3}\right)=x_1+\sqrt{x_3},\\ &\frac{\partial}{\partial x_3}f(x)=\frac{\partial}{\partial x_3}\left(x_1^2+x_1x_2+x_2\sqrt{x_3}\right)=\frac{x_2}{2\sqrt{x_3}}. \end{split} \tag{5.45}$$

Für die zweiten partiellen Ableitungen hinsichtlich x_1 ergibt sich

$$\begin{split} &\frac{\partial^2}{\partial x_1 \partial x_1} f(x) = \frac{\partial}{\partial x_1} \left(\frac{\partial}{\partial x_1} f(x) \right) = \frac{\partial}{\partial x_1} \left(2x_1 + x_2 \right) = 2, \\ &\frac{\partial^2}{\partial x_2 \partial x_1} f(x) = \frac{\partial}{\partial x_2} \left(\frac{\partial}{\partial x_1} f(x) \right) = \frac{\partial}{\partial x_2} \left(2x_1 + x_2 \right) = 1, \\ &\frac{\partial^2}{\partial x_3 \partial x_1} f(x) = \frac{\partial}{\partial x_3} \left(\frac{\partial}{\partial x_1} f(x) \right) = \frac{\partial}{\partial x_3} \left(2x_1 + x_2 \right) = 0. \end{split} \tag{5.46}$$

Für die zweiten partiellen Ableitungen hinsichtlich x_2 ergibt sich

$$\begin{split} &\frac{\partial^2}{\partial x_1 \partial x_2} f(x) = \frac{\partial}{\partial x_1} \left(\frac{\partial}{\partial x_2} f(x) \right) = \frac{\partial}{\partial x_1} \left(x_1 + \sqrt{x_3} \right) = 1, \\ &\frac{\partial^2}{\partial x_2 \partial x_2} f(x) = \frac{\partial}{\partial x_2} \left(\frac{\partial}{\partial x_2} f(x) \right) = \frac{\partial}{\partial x_2} \left(x_1 + \sqrt{x_3} \right) = 0, \\ &\frac{\partial^2}{\partial x_3 \partial x_2} f(x) = \frac{\partial}{\partial x_3} \left(\frac{\partial}{\partial x_2} f(x) \right) = \frac{\partial}{\partial x_3} \left(x_1 + \sqrt{x_3} \right) = \frac{1}{2\sqrt{x_3}}. \end{split} \tag{5.47}$$

Beispiel (2) Für die zweiten partiellen Ableitungen hinsichtlich x_3 ergibt sich

$$\begin{split} &\frac{\partial^2}{\partial x_1 \partial x_3} f(x) = \frac{\partial}{\partial x_1} \left(\frac{\partial}{\partial x_3} f(x) \right) = \frac{\partial}{\partial x_1} \left(\frac{x_2}{2} \sqrt{x_3} \right) = 0, \\ &\frac{\partial^2}{\partial x_2 \partial x_3} f(x) = \frac{\partial}{\partial x_2} \left(\frac{\partial}{\partial x_3} f(x) \right) = \frac{\partial}{\partial x_2} \left(\frac{x_2}{2\sqrt{x_3}} \right) = \frac{1}{2\sqrt{x_3}}, \\ &\frac{\partial^2}{\partial x_3 \partial x_3} f(x) = \frac{\partial}{\partial x_3} \left(\frac{\partial}{\partial x_3} f(x) \right) = \frac{\partial}{\partial x_3} \left(x_2 \frac{1}{2} x_3^{-\frac{1}{2}} \right) = -\frac{1}{4} x_2 x_3^{-\frac{3}{2}}. \end{split}$$
(5.48)

Weiterhin erkennt man, dass die Reihenfolge der partiellen Ableitungen irrelevant ist, denn es gilt

$$\begin{split} &\frac{\partial^2}{\partial x_1 \partial x_2} f(x) = \frac{\partial^2}{\partial x_2 \partial x_1} f(x) = 1, \\ &\frac{\partial^2}{\partial x_1 \partial x_3} f(x) = \frac{\partial^2}{\partial x_3 \partial x_1} f(x) = 0, \\ &\frac{\partial^2}{\partial x_2 \partial x_3} f(x) = \frac{\partial^2}{\partial x_3 \partial x_2} f(x) = \frac{1}{2\sqrt{x_3}}. \end{split} \tag{5.49}$$

Wie oben gesehen gibt es für eine multivariate reellwertige Funktion $f: \mathbb{R}^n \to \mathbb{R}$ insgesamt n erste partielle Ableitungen und n^2 zweite partielle Ableitungen. Diese werden im *Gradienten* und der *Hesse-Matrix* einer multivariaten reellwertigen Funktion zusammengefasst.

Definition 5.8 (Gradient). $f: \mathbb{R}^n \to \mathbb{R}$ sei eine multivariate reellwertige Funktion. Dann ist der *Gradient* $\nabla f(x)$ von f an der Stelle $x \in \mathbb{R}^n$ definiert als

$$\nabla f(x) := \begin{pmatrix} \frac{\partial}{\partial x_1} f(x) \\ \frac{\partial}{\partial x_2} f(x) \\ \vdots \\ \frac{\partial}{\partial x_n} f(x) \end{pmatrix} \in \mathbb{R}^n.$$
 (5.50)

Man beachte, dass Gradienten multivariate vektorwertige Funktionen der

$$\nabla f: \mathbb{R}^n \to \mathbb{R}^n, x \mapsto \nabla f(x) \tag{5.51}$$

sind. Für n=1 gilt $\nabla f(x)=f'(x)$. Eine wichtige Eigenschaften des Gradienten ist, dass $-\nabla f(x)$ die Richtung des steilsten Abstiegs von f in \mathbb{R}^n anzeigt. Diese Einsicht ist aber

•

nicht trivial und soll an späterer Stelle vertieft werden. Als Beispiele betrachten wir die Gradienten der oben analysierten Funktionen

Beispiel (1)

Für die in Beispiel (1) betrachtete Funktion $f: \mathbb{R}^2 \to \mathbb{R}$ gilt

$$\nabla f(x) := \begin{pmatrix} \frac{\partial}{\partial x_1} f(x) \\ \frac{\partial}{\partial x_2} f(x) \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} 2x_1 \\ 2x_2 \end{pmatrix} \in \mathbb{R}^2. \tag{5.52}$$

In Abbildung 5.5 visualisieren wir ausgewählte Werte dieses Gradienten für

$$x := \begin{pmatrix} 0.7 \\ 0.7 \end{pmatrix}, \qquad , x := \begin{pmatrix} -0.3 \\ 0.1 \end{pmatrix}, \qquad x := \begin{pmatrix} -0.5 \\ -0.4 \end{pmatrix}, \qquad x := \begin{pmatrix} 0.1 \\ -1.0 \end{pmatrix}$$

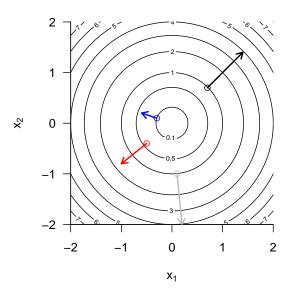


Abbildung 5.5. Exemplarische Gradientenwerte der bivariaten Funktion $f(x) = x_1^2 + x_2^2$.

Beispiel (2)

Für die in Beispiel (2) betrachtete Funktion $f:\mathbb{R}^3\to\mathbb{R}$ gilt

$$\nabla f(x) := \begin{pmatrix} \frac{\partial}{\partial x_1} f(x) \\ \frac{\partial}{\partial x_2} f(x) \\ \frac{\partial}{\partial x_3} f(x) \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} 2x_1 + x_2 \\ x_1 + \sqrt{x_3} \\ \frac{x_2}{2\sqrt{x_3}} \end{pmatrix} \in \mathbb{R}^3.$$
 (5.53)

Schließlich widmen wir uns der Zusammenfassung der zweiten partiellen Ableitungen einer multivariaten reellwertigen Funktion in der *Hesse-Matrix*.

Definition 5.9 (Hesse-Matrix). $f: \mathbb{R}^n \to \mathbb{R}$ sei ein multivariate reellwertige Funktion. Dann ist die *Hesse-Matrix* $\nabla^2 f(x)$ von f an der Stelle $x \in \mathbb{R}^n$ definiert als

$$\nabla^{2} f(x) := \begin{pmatrix} \frac{\partial^{2}}{\partial x_{1} x_{1}} f(x) & \frac{\partial^{2}}{\partial x_{1} x_{2}} f(x) & \cdots & \frac{\partial^{2}}{\partial x_{1} x_{n}} f(x) \\ \frac{\partial^{2}}{\partial x_{2} x_{1}} f(x) & \frac{\partial^{2}}{\partial x_{2} x_{2}} f(x) & \cdots & \frac{\partial^{2}}{\partial x_{2} x_{n}} f(x) \\ \vdots & \vdots & \ddots & \vdots \\ \frac{\partial^{2}}{\partial x_{n} x_{1}} f(x) & \frac{\partial^{2}}{\partial x_{n} x_{2}} f(x) & \cdots & \frac{\partial^{2}}{\partial x_{n} x_{n}} f(x) \end{pmatrix} \in \mathbb{R}^{n \times n}.$$
 (5.54)

Man beachte, dass Hesse-Matrizen multivariate matrixwertige Abbildungen der Form

$$\nabla^2 f: \mathbb{R}^n \to \mathbb{R}^{n \times n}, x \mapsto \nabla^2 f(x) \tag{5.55}$$

sind. Für n=1 gilt $\nabla^2 f(x)=f''(x)$. Weiterhin folgt aus

$$\frac{\partial^2}{\partial x_i \partial x_j} f(x) = \frac{\partial^2}{\partial x_j \partial x_i} f(x) \text{ für } 1 \leq i, j \leq n \tag{5.56}$$

dass die Hesse-Matrix symmetrisch ist, dass also

$$\left(\nabla^2 f(x)\right)^T = \nabla^2 f(x) \tag{5.57}$$

gilt.

Beispiel (1)

Für die in Beispiel (1) betrachtete Funktion $f: \mathbb{R}^2 \to \mathbb{R}$ gilt

$$\nabla^2 f(x) := \begin{pmatrix} \frac{\partial^2}{\partial x_1 x_1} f(x) & \frac{\partial^2}{\partial x_1 x_2} f(x) \\ \frac{\partial^2}{\partial x_2 x_1} f(x) & \frac{\partial^2}{\partial x_2 x_2} f(x) \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} 2 & 0 \\ 0 & 2 \end{pmatrix} \in \mathbb{R}^{2 \times 2}$$
 (5.58)

Die Hesse-Matrix dieser Funktion ist also eine konstante Funktion, die nicht von x abhängt.

Beispiel (2)

Für die in Beispiel (2) betrachtete Funktion $f: \mathbb{R}^3 \to \mathbb{R}$ gilt

$$\nabla^{2} f(x) := \begin{pmatrix} \frac{\partial^{2}}{\partial x_{1} x_{1}} f(x) & \frac{\partial^{2}}{\partial x_{1} x_{2}} f(x) & \frac{\partial^{2}}{\partial x_{1} x_{3}} f(x) \\ \frac{\partial^{2}}{\partial x_{2} x_{1}} f(x) & \frac{\partial^{2}}{\partial x_{2} x_{2}} f(x) & \frac{\partial^{2}}{\partial x_{2} x_{3}} f(x) \\ \frac{\partial^{2}}{\partial x_{3} x_{1}} f(x) & \frac{\partial^{2}}{\partial x_{3} x_{2}} f(x) & \frac{\partial^{2}}{\partial x_{3} x_{3}} f(x) \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} 2 & 1 & 0 \\ 1 & 0 & \frac{1}{2\sqrt{3}} \\ 0 & \frac{1}{2\sqrt{3}} & -\frac{1}{4} x_{2} x_{3}^{-3/2} \end{pmatrix}.$$
 (5.59)

Im Gegensatz zu Beispiel (1) ist die Hesse-Matrix der hier betrachteten Funktion keine konstante Funktion und ihr Wert hängt vom Wert des Funktionsarguments $x \in \mathbb{R}^3$ ab.

5.4. Selbstkontrollfragen

- 1. Geben Sie die Definition des Begriffs der Ableitung f'(a) einer Funktion f an einer Stelle a wieder.

- Geben Sie die Definition des Begriffs der Ableitung f' einer Funktion f.
 Erläutern Sie die Symbole f'(x), f(x), df(x)/dx, und d/dx f(x).
 Geben Sie die Definition des Begriffs der zweiten Ableitung f" einer Funktion f wieder.
- 5. Geben Sie die Summenregel für Ableitungen wieder.
- 6. Geben Sie die Produktregel für Ableitungen wieder.
- 7. Geben Sie die Quotientenregel für Ableitungen wieder.
- 8. Geben Sie die Kettenregel für Ableitungen wieder.

- 9. Bestimmen Sie die erste Ableitung der Funktion $f(x) := 3x^2 + \exp(-x^2) x \ln(x)$. 10. Bestimmen Sie die erste Ableitung der Funktion $f(x) := \frac{1}{2} \sum_{i=1}^{n} (x_i \mu)^2$ für $\mu \in \mathbb{R}$. 11. Geben Sie die Definition der Begriffe des globalen und lokalen Maximums/Minimums einer univariaten reellwertigen Funktion wieder.
- 12. Geben Sie die notwendige Bedingung für ein Extremum einer Funktion wieder.
- 13. Geben Sie die hinreichende Bedingung für ein lokales Extremum einer Funktion wieder.
- 14. Geben Sie das Standardverfahren der analytischen Optimierung wieder.
- 15. Bestimmen Sie einen Extremwert von $f(x) := \exp\left(-\frac{1}{2}(x-\mu)^2\right)$ für $\mu \in \mathbb{R}$.
- 16. Berechnen Sie die partiellen Ableitungen der Funktion

$$f:\mathbb{R}^2 \to \mathbb{R}, x \mapsto f(x) := \exp\left(-\frac{1}{2}\left(x_1^2 + x_2^2\right)\right). \tag{5.60}$$

- 17. Berechnen Sie die zweiten partiellen Ableitungen obiger Funktion f.
- 18. Geben Sie den Satz von Schwarz wieder.
- 19. Geben Sie die Definition des Gradienten einer multivariaten reellwertigen Funktion wieder.
- 20. Geben Sie den Gradienten der Funktion in Gleichung 5.60 an und werten Sie ihn in $x = (1,2)^T$ aus.
- 21. Geben Sie die Definition der Hesse-Matrix einer multivariaten reellwertigen Funktion wieder.
- 22. Geben Sie die Hesse-Matrix der Funktion in Gleichung 5.60 an und werten Sie sie in $x = (1,2)^T$

6. Folgen, Grenzwerte, Stetigkeit

Die in diesem Kapitel behandelten Themen sind in der probabilistischen Datenanayse nicht zentral, sondern bilden Grundpfeiler der reellen Analysis. Durch die enge Verschränkung der modernen Wahrscheinlichkeitstheorie mit analytischen Ansätzen dienen sie jedoch dem Verständnis von zum Beispiel dem Zentralen Grenzwertsatz, der eine Hauptgrundlage für die weit verbreitete Normalverteilungsannahme in der probabilistischen Datenanalyse darstellt. In aller Kürze ist der Zentrale Grenzwertsatz eine Aussage über die Grenzfunktion einer Funktionenfolge, nämlich einer Folge von Zufallsvariablen. Das Wissen um das Wesen von Folgen, Funktionenfolgen und ihren Grenzwerten erlaubt also ein tieferes Verständnis wichtiger Grundannahmen der probabilistischen Datenanalyse. Weiterhin ermöglichen die in diesem Kapitel behandelten Themen zumindest einen ersten Einstieg in das Verständnis der Stetigkeit und Glattheit von Funktionen, die insbesondere in der nichtlinearen Optimierung zu Bestimmung von Parameterschätzern in probabilistischen Modellen wichtige Grundkonzepte bilden.

6.1. Folgen

Wir beginnen mit der Definition des Begriffs der reellen Folge.

Definition 6.1 (Reelle Folge). Eine reelle Folge ist eine Funktion der Form

$$f: \mathbb{N} \to \mathbb{R}, n \mapsto f(n)$$
 (6.1)

Die Funktionswerte f(n) einer reellen Folge werden üblicherweise mit x_n bezeichnet und Folgenglieder genannt. Übliche Schreibweisen für Folgen sind

$$(x_1, x_2, ...) \text{ oder } (x_n)_{n=1}^{\infty} \text{ oder } (x_n)_{n \in \mathbb{N}} \text{ oder } (x_n).$$
 (6.2)

Man beachte, dass weil es unendlich viele natürliche Zahlen gibt, eine reelle Folge immer unendlich viele Folgenglieder hat. Dies sollte man sich insbesondere bei der Schreibweise $(x_1, x_2, ...)$ bewusst machen. Wir wollen zwei Standardbeispiele für reelle Folgen betrachten.

Beispiele für reelle Folgen

(1) Reelle Folgen der Form

$$f: \mathbb{N} \to \mathbb{R}, n \mapsto f(n) := \left(\frac{1}{n}\right)^{\frac{p}{q}} \text{ mit } p, q \in \mathbb{N}$$
 (6.3)

nennen wir $harmonische \ Folgen.$ Für p:=q:=1 hat eine harmonische Folge die Folgengliederform

$$\left(\frac{1}{1}, \frac{1}{2}, \frac{1}{3}, \dots\right)$$
. (6.4)

Folgen 53

(2) Reelle Folgen der Form

$$f: \mathbb{N} \to \mathbb{R}, n \mapsto f(n) := q^n \text{ mit } q \in]-1,1[$$
 (6.5)

werden geometrische Folgen genannt. Für $q:=\frac{1}{2}$ hat eine geometrische Folge die Folgengliederform

$$\left(\left(\frac{1}{2}\right)^{1}, \left(\frac{1}{2}\right)^{2}, \left(\frac{1}{2}\right)^{3}, \dots\right) = \left(\left(\frac{1}{2}\right)^{1}, \left(\frac{1}{2}\right)^{2}, \left(\frac{1}{2}\right)^{3}, \dots\right)
= \left(\frac{1}{2^{1}}, \frac{1^{2}}{2^{2}}, \frac{1^{3}}{2^{3}} \dots\right)
= \left(\frac{1}{2}, \frac{1}{4}, \frac{1}{8} \dots\right)$$
(6.6)

Neben den reellen Folgen, die Folgen reeller Zahlen sind, kann man auch Folgen anderer mathematischer Objekte betrachten. Eine wichtige Folgenart sind die Funktionenfolgen.

Definition 6.2 (Funktionenfolge). Es sei ϕ eine Menge univariater reellwertiger Funktionen mit Definitionsmenge $D \subseteq \mathbb{R}$. Dann ist eine Funktionenfolge eine Funktion der Form

$$F: \mathbb{N} \to \phi, n \mapsto F(n). \tag{6.7}$$

Die Funktionswerte F(n) einer Funktionenfolgen werden üblicherweise mit f_n bezeichnet und Folgenglieder genannt. Übliche Schreibweisen für Funktionenfolgen sind

$$(f_1, f_2, ...)$$
 oder $(f_n)_{n=1}^{\infty}$ oder $(f_n)_{n \in \mathbb{N}}$ oder (f_n) . (6.8)

•

Die Definition einer Funktionenfolge ist offenbar analog zur Definition einer reellen Folge. Der Unterschied zwischen einer reellen Folge und einer Funktionenfolge ist, dass die Folgenglieder einer reellen Folge reelle Zahlen, die Folgenglieder einer Funktionenfolgen dagegen univariate reellwertige Funktionen sind. Auch hier wollen wir zwei Standardbeispiel diskutieren.

Beispiele für Funktionenfolgen

(1) Wir betrachten die Menge ϕ der univariaten reellwertigen Funktionen der Form

$$\phi := \{ f_n | f_n : [0, 1] \to \mathbb{R}, x \mapsto f_n(x) := x^n \text{ für } n \in \mathbb{N} \}$$
 (6.9)

Dann definiert

$$F: \mathbb{N} \to \phi, n \mapsto F(n) \tag{6.10}$$

eine Funktionenfolge. Für die Funktionswerte der Folgenglieder von F gilt

$$f_1(x) := x^1, f_2(x) := x^2, f_3(x) := x^3, \dots \tag{6.11}$$

Grenzwerte 54

(2) Wir betrachten die Menge ϕ der univariaten reellwertigen Funktionen der Form

$$\phi:=\{f_n|f_n:[-a,a]\to\mathbb{R},x\mapsto f_n(x):=\sum_{k=0}^n\frac{x^k}{k!}\text{ für }n\in\mathbb{N}\}$$
 (6.12)

Dann definiert

$$F: \mathbb{N} \to \phi, n \mapsto F(n) \tag{6.13}$$

eine Funktionenfolge. Für die Funktionswerte der Folgenglieder von F gilt

$$f_1(x) := \sum_{k=0}^{1} \frac{x^k}{k!}, f_2(x) := \sum_{k=0}^{2} \frac{x^k}{k!}, f_3(x) := \sum_{k=0}^{3} \frac{x^k}{k!}, \dots$$
 (6.14)

6.2. Grenzwerte

Wenn man die Folgenglieder einer Folge betrachtet, kann man sich fragen, welche Werte eine Folge wohl annimmt, wenn der Folgenindex n sehr groß wird, also gegen unendlich strebt. Wenn in diesem Fall die Folgenglieder sehr ähnliche Werte annehmen (und nicht etwa auch unendlich groß werden), so ist man auf den Begriff des Grenzwerts für reelle Folgen bzw. der Grenzfunktion für Funktionenfolgen geführt.

Definition 6.3 (Grenzwert einer Folge). $x \in \mathbb{R}$ heißt Grenzwert einer reellen Folge $(x_n)_{n=1}^{\infty}$, wenn es zu jedem $\epsilon > 0$ ein $m \in \mathbb{N}$ gibt, so dass

$$|x_n - x| < \epsilon \text{ für alle } n \ge m. \tag{6.15}$$

Eine Folge, die einen Grenzwert besitzt, wird konvergente Folge genannt, eine Folge die keinen Grenzwert besitzt, wird divergente Folge genannt. Dafür, dass $x \in \mathbb{R}$ Grenzwert der Folge $(x_n)_{n=1}^{\infty}$ ist, schreibt man auch

$$\lim_{n \to \infty} x_n = x \text{ oder } x_n \to x \text{ für } n \to \infty \text{ oder } x_n \xrightarrow{n \to \infty} x.$$
 (6.16)

•

Der Grenzwert einer Folge kann also, aber muss nicht existieren. So hat zum Beispiel die Folge

$$f: \mathbb{N} \to \mathbb{R}, n \mapsto f(n) := n$$
 (6.17)

keinen Grenzwert, da hier sowohl n als auch f(n) unendlich groß werden. Die oben betrachteten Beispiele für reelle Folgen dagegen haben Grenzwert. Dies ist Inhalt folgender Beispiele

Beispiele

(1) Für die verallgemeinerten harmonischen Folgen gilt mit $p, q \in \mathbb{N}$

$$\lim_{n \to \infty} \left(\frac{1}{n}\right)^{\frac{p}{q}} = 0. \tag{6.18}$$

(2) Für die geometrischen Folgen gilt mit $q \in]-1,1[$

$$\lim_{n \to \infty} q^n = 0. \tag{6.19}$$

Grenzwerte 55

Man nennt die harmonischen und geometrischen Folgen entsprechend auch Nullfolgen. Für Beweise von Gleichung 6.18 und Gleichung 6.19 verweisen wir auf die weiterführende Literatur. Tatsächlich sind diese Beweise nicht trivial und rühren an die Grundannahmen über das Wesen der reellen Zahlen. Wir visualisieren die ersten zehn Folgenglieder sowie die Grenzwerte der harmonischen Folge fir p := q := 1 und der geometrischen Folge für q := 1/2 in Abbildung 6.1.

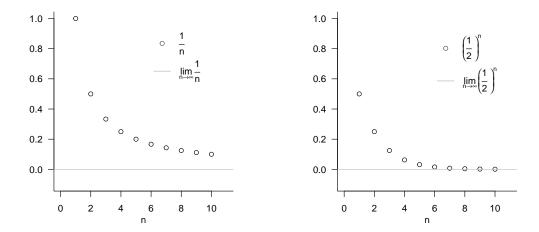


Abbildung 6.1. Beispiele für Grenzwerte reeller Folgen.

Für Funktionenfolgen ist eine Möglichkeit der Erweiterung der Begriffe der Konvergenz und des Grenzwertes folgende.

Definition 6.4 (Punktweise Konvergenz und Grenzfunktion einer Funktionenfolge). $F=(f_n)_{n\in\mathbb{N}}$ sei eine Funktionenfolge von univariaten reellwertigen Funktionen mit Definitionsbereich D. F heißt punktweise konvergent, wenn die reelle Folge $(f_n(x))_{n\in\mathbb{N}}$ für jedes $x\in D$ eine konvergente Folge ist, also einen Grenzwert besitzt. Die Funktion, die jedem $x\in D$ diesen Grenzwert von $(f_n(x))_{n\in\mathbb{N}}$ zuordnet, heißt dann die Grenzfunktion Grenzfunktion Grenzfunktion Grenzfunktion Grenzfunktion Grenzfunktion Grenzfunktion Grenzfunktion

$$f: D \to \mathbb{R}, x \mapsto f(x) := \lim_{n \to \infty} f_n(x).$$
 (6.20)

•

Man beachte, dass die Grenzwerte von konvergenten reellen Folgen reelle Zahlen sind, die Grenzfunktionen von punktweise konvergenten Funktionenfolgen dagegen sind Funktionen. Neben der punktweisen Konvergenz von Funktionenfolgen gibt es noch den mächtigeren Begriff der gleichmäßigen Konvergenz von Funktionenfolgen, für den wir aber auf die weiterführende Literatur verweisen. Als Beispiel betrachten wir die Grenzfunktionen der oben diskutierten Funktionenfolgen, wobei wir für Beweise ebenfalls auf die weiterführende Literatur verweisen.

Beispiele

Stetigkeit 56

(1) Wir betrachten die Funktionenfolge

$$F: \mathbb{N} \to \phi, n \mapsto F(n) \tag{6.21}$$

mit

$$\phi := \{ f_n | f_n : [0, 1] \to \mathbb{R}, x \mapsto f_n(x) := x^n \text{ für } n \in \mathbb{N} \}$$
 (6.22)

Dann ist F punktweise konvergent mit Grenzfunktion

$$f:[0,1] \to \mathbb{R}, x \mapsto f(x) := \begin{cases} 0, & \text{für } x \in [0,1[\\ 1, & \text{für } x = 1 \end{cases}$$
 (6.23)

da $f_n(x) := x^n$ für $x \in [0,1[$ eine geometrische Folge und damit eine Nullfolge ist und $f_n(x) := x^n$ für x = 1 eine konstante Folge ist, für die alle Folgenglieder den Abstand 0 von 1 haben. Die Funktionenfolge F konvergiert also gegen eine Funktion, die auf dem gesamten Intervall [0,1] gleich Null ist, außer im Punkt 1. Diese Funktion hat offenbar einen Sprung.

(2) Wir betrachten die Funktionenfolge

$$F: \mathbb{N} \to \phi, n \mapsto F(n) \tag{6.24}$$

mit

$$\phi := \{ f_n | f_n : [-a, a] \to \mathbb{R}, x \mapsto f_n(x) := \sum_{k=0}^n \frac{x^k}{k!} \text{ für } n \in \mathbb{N} \}$$
 (6.25)

Dann ist F punktweise konvergent mit Grenzfunktion

$$f: [-a, a] \to \mathbb{R}, x \mapsto f(x) := \sum_{k=0}^{\infty} \frac{x^k}{k!} =: \exp(x)$$
 (6.26)

Die Funktionenfolge F konvergiert also gegen die Exponentialfunktion auf [-a, a]. Umgekehrt betrachtet ist die Exponentialfunktion gerade durch

$$\exp(x) := \sum_{k=0}^{\infty} \frac{x^k}{k!} \tag{6.27}$$

definiert.

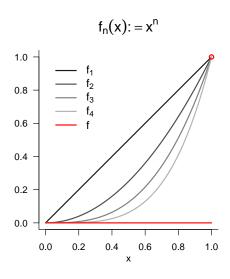
6.3. Stetigkeit

In diesem Abschnitt versuchen wir uns dem Begriff der Stetigkeit einer Funktion zu nähern. Intuitiv ist eine Funktion stetig, wenn sie keine Sprünge hat oder äquivalent, wenn kleine Änderungen in ihren Argumenten stets nur zu kleinen Änderungen in ihren Funktionswerten (und damit eben keinen Sprüngen) führen. Zur Definition der Stetigkeit benötigen wir zunächst den Begriff des Grenzwertes einer Funktion.

Definition 6.5 (Grenzwert einer Funktion).

Für $D \subseteq \mathbb{R}$ und $Z \subseteq \mathbb{R}$ sei $f: D \to Z, x \mapsto f(x)$ eine Funktion und es seien $a, b \in \mathbb{R}$. b heißt Grenzwert der Funktion f für x gegen a, wenn

Stetigkeit 57



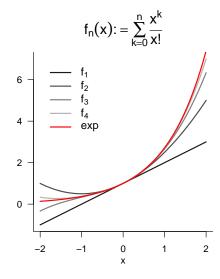


Abbildung 6.2. Beispiele für Grenzwerte von Funktionenfolgen

- (1) es eine reelle Folge $(x_n)_{n=1}^\infty$ mit Folgengliedern in D mit Grenzwert a gibt, also $\lim_{n\to\infty}x_n=a$ gilt, und
- (2) für jede solche Folge gilt, dass b der Grenzwert der Folge der Funktionswerte $f(x_n)$ der Folgenglieder von $(x_n)_{n=1}^{\infty}$ ist, also $\lim_{n\to\infty} f(x_n) = b$ gilt.

Wenn b Grenzwert der Funktion f für x gegen a ist, so schreibt man auch $\lim_{x\to a} f(x) = b$.

•

In Abbildung 6.3 visualisieren wir den Grenzwert der Exponential funktion in a=1 durch Darstellung von Folgenglieder $x_n \to 1$ und den entsprechenden Folgengliedern $f(x_n)$. Offenbar gilt $\lim_{x \to 1} \exp(x) = e$.

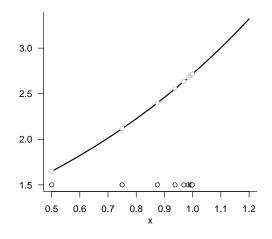


Abbildung 6.3. Beispiele für einen Grenzwert einer Funktion

Stetigkeit 58

Wir können nun den Begriff der Stetigkeit einer Funktion definieren.

Definition 6.6 (Stetigkeit einer Funktion). Eine Funktion $f:D\to Z$ mit $D\subseteq\mathbb{R},Z\subseteq\mathbb{R}$ heißt stetig in $a\in D$, wenn

$$\lim_{x \to a} f(x) = f(a). \tag{6.28}$$

Ist f in jedem $x \in D$ stetig, so heißt f stetig auf D.

•

Man beachte, dass für eine in a stetige Funktion folgt, dass

$$\lim_{x \to a} f(x) = f\left(\lim_{x \to a} x\right) \tag{6.29}$$

Bei stetigen Funktion können also Grenzwertbildung und Auswertung der Funktion vertauscht werden.

7. Integralrechnung

Dieses Kapitel gibt einen Überblick über zentrale Begriffe der Integralrechnung. Das Hauptaugenmerk liegt dabei durchgängig auf der Klärung von Begrifflichkeiten, ihrer mathematischen Symbolik und der durch sie vermittelten Intuition und weniger auf der konkreten Berechnung von Integralen.

7.1. Unbestimmte Integrale

Wir beginnen mit der Definition des unbestimmen Integrals und dem Begriff der Stammfunktion.

Definition 7.1 (Unbestimmtes Integral und Stammfunktion). Für ein Intervall $I \subseteq \mathbb{R}$ sei $f: I \to \mathbb{R}$ eine univariate reellwertige Funktion. Dann heißt eine differenzierbare Funktion $F: I \to \mathbb{R}$ mit der Eigenschaft

$$F' = f \tag{7.1}$$

 $Stammfunktion \ von \ f.$ Ist F eine Stammfunktion von f, dann heißt

$$\int f(x) dx := F + c \text{ mit } c \in \mathbb{R}$$
 (7.2)

 $unbestimmtes\ Integral\ der\ Funktion\ f.$ Das unbestimmte Integral einer Funktion bezeichnet damit die Menge aller Stammfunktionen einer Funktion.

Obige Definition besagt, dass die Ableitung der Stammfunktion einer Funktion f eben f ist. Das unbestimmte Integral einer Funktion f ist darüber hinaus die Menge aller durch Addition verschiedener Konstanten $c \in \mathbb{R}$ gegebenen Stammfunktionen von f. Eine solche Konstante $c \in \mathbb{R}$ heißt auch Integrationskonstante; es gilt natürlich $\frac{d}{dx}c = 0$. Das Symbol $\int f(x) dx$ ist als F + c definiert. f(x) wird in diesem Ausdruck Integrand genannt. \int und dx haben keine eigentliche Bedeutung, sondern sind reine Symbole.

Für die in vorherigen Abschnitten eingeführten elementaren Funktionen ergeben sich die in Tabelle 7.1 aufgelisteten Stammfunktionen. Man überzeugt sich davon durch Ableiten der jeweiligen Stammfunktion mithilfe der Rechenregeln der Differentialrechnung. Die uneigentlichen Integrale dieser elementaren Funktionen ergeben sich dann direkt aus diesen Stammfunktionen durch Addition einer Integrationskonstanten.

Tabelle 7.1. Stammfunktionen elementarer Funktionen

Name	Definition	Stammfunktion
Polynomfunktion Konstante Funktion	$\begin{array}{l} f(x) := \sum_{i=0}^n a_i x^i \\ f(x) := a \end{array}$	$\begin{array}{l} F(x) = \sum_{i=0}^{n} \frac{a_i}{i+1} x^{i+1} \\ F(x) = ax \end{array}$

•

Name	Definition	Stammfunktion
Identitätsfunktion	f(x) := x	$F(x) = \frac{1}{2}x^2$
Linear-affine Funktion	f(x) := ax + b	$F(x) = \frac{1}{2}ax^2 + bx$
Quadratfunktion	$f(x) := x^2$	$F(x) = \frac{1}{3}x^3$
Exponentialfunktion	$f(x) := \exp(x)$	$F(x) = \exp(x)$
Logarithmusfunktion	$f(x) := \ln(x)$	$F(x) = x \ln x - x$

Die in nachfolgendem Theorem zusammengestellten Rechenregeln sind oft hilfreich, um Stammfunktionen von Funktionen zu bestimmen, die sich aus Funktionen mit bekannten Stammfunktionen zusammensetzen.

Theorem 7.1 (Rechenregeln für Stammfunktionen). f und g seien univariate reellwertige Funktion, die Stammfunktionen besitzen, und g sei invertierbar. Dann gelten folgende Rechenregeln für die Bestimmung von Stammfunktionen

(1) Summenregel

$$\int af(x) + bg(x) dx = a \int f(x) dx + b \int g(x) dx \text{ für } a, b \in \mathbb{R}$$
 (7.3)

(2) Partielle Integration

$$\int f'(x)g(x) dx = f(x)g(x) - \int f(x)g'(x) dx \qquad (7.4)$$

(3) Substitionsregel

$$\int f(g(x))g'(x) dx = \int f(t) dt \text{ mit } t = g(x)$$
(7.5)

0

Beweis. Für einen Beweis der Summenregel verweisen wir auf die weiterführende Literatur. Die Rechenregel der partiellen Integration ergibt sich durch Integration der Produktregel der Differentiation. Wir erinnern uns, dass gilt

$$(f(x)g(x))' = f'(x)g(x) + f(x)g'(x). (7.6)$$

Integration beider Seiten der Gleichung und Berücksichtigung der Summenregel für Stammfunktionen ergibt dann

$$\int (f(x)g(x))' dx = \int f'(x)g(x) + f(x)g'(x) dx$$

$$\Leftrightarrow f(x)g(x) = \int f'(x)g(x) dx + \int f(x)g'(x) dx$$

$$\Leftrightarrow \int f'(x)g(x) dx = f(x)g(x) - \int f(x)g'(x) dx.$$
(7.7)

Die Substitutionsregel ergibt sich für F'=f durch Anwendung der Kettenregel der Differentiation auf die verkettete Funktion F(g). Speziell gilt zunächst

$$(F(g(x)))' = F'(g(x))g'(x) = f(g(x))g'(x). \tag{7.8}$$

Integration beider Seiten der Gleichung

$$(F(q(x)))' = f(q(x))q'(x)$$
 (7.9)

ergibt dann

$$\begin{split} &\int (F(g(x)))' \, dx = \int f(g(x))g'(x) \, dx \\ &\Leftrightarrow F(g(x)) + c = \int f(g(x))g'(x) \, dx \\ &\Leftrightarrow \int f(g(x))g'(x) \, dx = \int f(t) \, dt \text{ mit } t := g(x). \end{split} \tag{7.10}$$

Dabei ist die rechte Seite der letzten obigen Gleichung zu verstehen als F(g(x))+c, also als Stammfunktion von f evaluiert an der Stelle t:=g(x). Das dt ist nicht durch dg(x) zu ersetzen, sondern rein notationeller Natur.

Unbestimmte Integrale nehmen in der Lösung von Differentialgleichungen einen zentralen Platz ein. Naheliegender ist aber zunächst die Anwendung unbestimmter Integrale im Kontext der Auswertung bestimmter Integrale, wie im nächsten Abschnitt eingeführt.

7.2. Bestimmte Integrale

Anschaulich entspricht ein bestimmtes Integral der vorzeichenbehafteten und auf ein Intervall [a,b] beschränkten Fläche zwischen dem Graphen einer Funktion f und der x-Achse (vgl. Abbildung 7.1). Vorzeichenbehaftet heißt dabei, dass Flächen zwischen der x-Achse und positiven Werten von f positiv zur Fläche beitragen, Flächen zwischen der x und negativen Werten von f dagegen negativ. So ergeben sich zum Beispiel der Wert des in Abbildung 7.1 A gezeigten bestimmten Integral zu 0.68, der Wert des in Abbildung Abbildung 7.1 B gezeigten bestimmten Integrals zu 0.95 (die eingezeichnete Fläche ist offensichtlich größer als in Abbildung 7.1 A) und der Wert des in Abbildung 7.1 C gezeigten bestimmten Integrals zu 0 (die eingezeichneten positiven und negativen Flächen gleichen sich genau aus). Letzteres Beispiel legt auch die Interpretation des Integrals als Durchschnittswert einer Funktion f über einem Intervall [a,b] nahe.

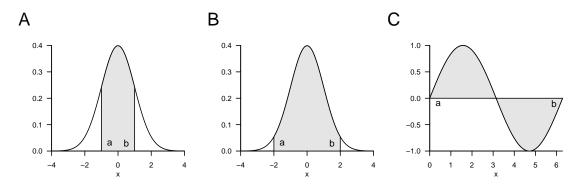


Abbildung 7.1. Beispiele bestimmter Integrale

Um den Begriff des bestimmten Integrals im Sinne des Riemannschen Integrals einführen zu können, müssen wir zunächst etwas Vorarbeit leisten. Wir beginnen damit, einen Begriff für die Aufteilung eines Intervalls in kleinere Abschnitte einzuführen.

Definition 7.2 (Zerlegung eines Intervalls und Feinheit). Es sei $[a,b] \subset \mathbb{R}$ ein Intervall und $x_0, x_1, x_2, ..., x_n \in [a,b]$ eine Menge von Punkten mit

$$a =: x_0 < x_1 < x_2 \dots < x_n := b \tag{7.11}$$

und

$$\Delta x_i := x_i - x_{i-1} \text{ für } i = 1, ..., n. \tag{7.12}$$

Dann heißt die Menge

$$Z := \{ [x_0, x_1], [x_1, x_2], ..., [x_{n-1}, x_n] \}$$

$$(7.13)$$

der durch $x_0, x_1, x_2, ..., x_n$ definierten Teilintervalle von [a, b] eine $Zerlegung \ von \ [a, b]$. Weiterhin heißt

$$Z_{\max} := \max_{i \in n} \Delta x_i, \tag{7.14}$$

also die größte der Teilintervalllängen Δx_i , die Feinheit von Z.

Anschaulich ist Δx_i die Breite der Rechtecke in Abbildung 7.2, wie wir in der Folge sehen werden. Mithilfe der Begriffe der Zerlegung eines Intervalls können wir nun den Begriff der Riemannschen Summen einführen.

Definition 7.3 (Riemannsche Summen). $f:[a,b]\to\mathbb{R}$ sei eine beschränkte Funktion auf [a,b], d.h. |f(x)|< c für $0< c<\infty$ und alle $x\in [a,b]$, Z sei eine Zerlegung von [a,b] mit Teilintervalllängen Δx_i für i=1,...,n. Weiterhin sei ξ_i für i=1,...,n ein beliebiger Punkt im Teilintervall $[x_{i-1},x_i]$ der Zerlegung Z. Dann heißt

$$R(Z) := \sum_{i=1}^{n} f(\xi_i) \Delta x_i \tag{7.15}$$

Riemannsche Summe von f auf [a,b] bezüglich der Zerlegung Z.

Wählt man zum Beispiel in der Riemannschen Summe in jedem Teilintervall das Maximum von f, so ergibt sich die sogenannte Riemannsche Obersumme,

$$R_o(Z) := \sum_{i=1}^n \left(\max_{[x_{i-1}, x_i]} f(\xi_i) \right) \Delta x_i. \tag{7.16}$$

Wählt man dagegen in jedem Teilintervall dagegen das Minimum von f, so ergibt sich dies sogenannte $Riemannsche\ Untersumme$.

$$R_u(Z) := \sum_{i=1}^n \left(\min_{[x_{i-1}, x_i]} f(\xi_i) \right) \Delta x_i.$$
 (7.17)

Abbildung 7.2 verdeutlicht die Definition dieser Riemannschen Summen: die dunkelgrauen Rechtecke haben jeweils die Fläche $[x_{i-1},x_i]\cdot \min_{[x_{i-1},x_i]}f(\xi)$ und bilden damit die Summenterme in der Riemannschen Untersumme

$$R_u(Z) := \sum_{i=1}^{4} \left(\min_{[x_{i-1}, x_i]} f(\xi_i) \right) \cdot \Delta x_i. \tag{7.18}$$

Die vertikale Kombination aus dunkelgrauen und hellgrauen Rechtecken hat jeweils die Fläche $[x_{i-1},x_i]\cdot \max_{[x_{i-1},x_i]} f(\xi)$ und bilden damit die Summenterme in der Riemannschen Obersumme

$$R_o(Z) := \sum_{i=1}^{4} \left(\max_{[x_{i-1}, x_i]} f(\xi_i) \right) \cdot \Delta x_i. \tag{7.19}$$

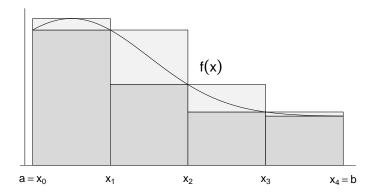


Abbildung 7.2. Riemannsche Summen

Stellt man sich nun vor, dass man Δx_i für alle i=1,...,n gegen Null gehen lässt, verkleinert man die Feinheit der Zerlegung Z also immer weiter, so werden sich die Werte von $\min_{[x_{i-1},x_i]} f(\xi_i)$ und $\max_{[x_{i-1},x_i]} f(\xi_i)$ und damit auch die Werte von $R_u(Z)$ und $R_o(Z)$ immer weiter annähern. Diesen Grenzprozess macht man sich in der Definition des Riemannschen Integrals zunutze.

Definition 7.4 (Bestimmtes Riemannsches Integral). $f:[a,b]\to\mathbb{R}$ sei eine beschränkte reellwertige Funktion auf [a,b]. Weiterhin sei für Z_k mit k=1,2,3... eine Folge von Zerlegungen von [a,b] mit zugehörigen Feinheit $Z_{\max,k}$. Wenn für jede Folge von Zerlegungen $Z_1,Z_2,...$ mit $|Z_{\max,k}|\to 0$ für $k\to\infty$ und für beliebig gewählte Punkte ξ_{ki} mit i=1,...,n im Teilintervall $[x_{k,i-1},x_{k,i}]$ der Zerlegung Z_k gilt, dass die Folge der zugehörigen Riemannschen Summen $R(Z_1),R(Z_2),...$ gegen den gleichen Grenzwert strebt, dann heißt f auf [a,b] integrierbar. Der entsprechende Grenzwert der Folge von Riemannschen Summen wird bestimmtes Riemannsches Integral genannt und mit

$$\int_{a}^{b} f(x) dx := \lim_{k \to \infty} R(Z_k) \text{ für } |Z_{\max,k}| \to 0$$
 (7.20)

bezeichnet. Die Werte a und b bezeichnet man in diesem Kontext als untere und obere Integrationsgrenzen, respektive, f(x) als Integrand und x als Integrationsvariable.

Die Riemannsche Integrierbarkeit einer Funktion und der Wert eines bestimmten Riemannschen Integrals sind also im Sinne einer Grenzwertbildung definiert. Die Theorie der Riemannschen Integrale lässt sich allerding um die Hauptsätze der Differential- und Integralrechnung erweitern, so dass zur konkreten Berechnung eines bestimmten Integrals die Bildung von Zerlegungen und die Bestimmung eines Grenzwertes nur selten nötig ist. Der Einfachheit halber verzichten wir in der Folge auf die Bezeichungen Riemannsche und sprechen einfach von bestimmten Integralen.

Ein erster Schritt zur Vereinfachung der Berechnung von bestimmten Integralen ist das Feststellen folgender Rechenregeln, für deren Beweis wir auf die weiterführende Literatur verweisen.

Theorem 7.2 (Rechenregeln für bestimmte Integrale). Es seien f und g integrierbare Funktionen auf [a,b]. Dann gelten folgende Rechenregeln.

(1) Linearität. Für $c_1, c_2 \in \mathbb{R}$ gilt

$$\int_{a}^{b} (c_1 f(x) + c_2 g(x)) dx = c_1 \int_{a}^{b} f(x) dx + c_2 \int_{a}^{b} f(x) dx.$$
 (7.21)

(2) Additivität. Für a < c < b gilt

$$\int_{a}^{b} f(x) dx = \int_{a}^{c} f(x) dx + \int_{c}^{b} f(x) dx.$$
 (7.22)

(3) Vorzeichenwechsel bei Umkehrung der Integralgrenzen

$$\int_{a}^{b} f(x) dx = -\int_{b}^{a} f(x) dx.$$
 (7.23)

(4) Unabhängigkeit von der Wahl der Integrationsvariable

$$\int_{a}^{b} f(x) dx = \int_{a}^{b} f(y) dy.$$
 (7.24)

(5) Unabhängigkeit des Integrals von Art des Intervalls. Es gilt

$$\int_{a}^{b} f(x) dx = \int_{]a,b[} f(x) dx = \int_{[a,b[} f(x) dx = \int_{]a,b[} f(x) dx = \int_{[a,b]} f(x) dx. \quad (7.25)$$

wobei $\int_I \ das \ bestimmte \ Integral \ von \ f \ auf \ dem \ Intervall \ I \subseteq \mathbb{R} \ bezeichnet.$

0

Eine graphische Darstellung der Rechenregel der Additivität findet sich in Abbildung 7.3. Die Summe der durch die bestimmten Integrale gegebenen Flächen $\int_a^c f(x) dx$ und $\int_c^b f(x) dx$ mit a < c < b ergibt sich dabei zur Fläche von $\int_a^b f(x) dx$.

Die in der Nachfolge vermerkten Hauptsätze der Differential- und Integralrechnung schließlich, ermöglichen es, bestimmte Integrale einer Funktion f direkt mithilfe der Stammfunktion F von f zu berechnen.

Theorem 7.3 (Erster Hauptsatz der Differential- und Integralrechnung). Ist $f: I \to \mathbb{R}$ eine auf dem Intervall $I \subset \mathbb{R}$ stetige Funktion, dann ist die Funktion

$$F: I \to \mathbb{R}, x \mapsto F(x) := \int_{a}^{x} f(t) dt \ mit \ x, a \in I$$
 (7.26)

eine Stammfunktion von f.

0

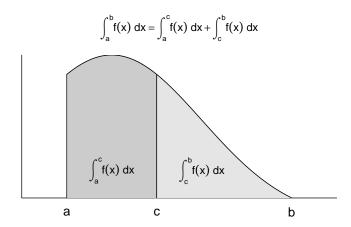


Abbildung 7.3. Additivität bestimmter Integrale

Beweis. Wir betrachten den Differenzquotienten

$$\frac{1}{h}(F(x+h) - F(x)) \tag{7.27}$$

Mit der Definition $F(x) := \int\limits_a^x f(t)\,dt$ und der Additivität des bestimmten Integrals gilt dann

$$\frac{1}{h}(F(x+h) - F(x)) = \frac{1}{h} \left(\int_{a}^{x+h} f(t) \, dt - \int_{a}^{x} f(t) \, dt \right) = \frac{1}{h} \int_{x}^{x+h} f(t) \, dt \tag{7.28}$$

Mit dem Mittelwertsatz der Integral
rechnung gibt es also ein $\xi \in]x, x+h[,$ so dass

$$\frac{1}{h}(F(x+h) - F(x)) = f(\xi) \tag{7.29}$$

Grenzwertbildung ergibt dann

$$\lim_{h\to 0}\frac{1}{h}(F(x+h)-F(x))=\lim_{h\to 0}f(\xi) \text{ für } \xi\in]x, x+h[\Leftrightarrow F'(x)=f(x). \tag{7.30}$$

Für den Beweis des Ersten Hauptsatzes der Differential- und Integralrechnung benötigen wir offenbar den Mittelwertsatz der Integralrechnung, welchen wir hier ohne Beweis wiedergeben und in Abbildung 7.4 veranschaulichen.

Theorem 7.4 (Mittelwertsatz der Integralrechnung). Für eine stetige Funktion $f:[a,b] \to \mathbb{R}$ existiert ein $\xi \in]a,b[$ mit

$$\int_{a}^{b} f(x) dx = f(\xi)(b-a) \tag{7.31}$$

0

Der Mittelwertsatz der Integralrechnung garantiert die Existenz eines $\xi \in [a,b]$, so dass das bestimmte Integral $\int_a^b f(x) \, dx$ gleich dem Produkt aus der "Rechteckhöhe" $f(\xi)$ und

und der "Rechteckbreite" (b-a) ist. In Abbildung 7.4 liegt dieses ξ genau mittig zwischen a und b. Dass die sich so ergebene grau eingefärbte Rechteckfläche gleich $\int_a^b f(x)\,dx$ ist, ergibt sich aus der visuell zumindest nachvollziebaren Tatsache, dass die Flächen zwischen f(x) und $f(\xi)$ im Intervall $[a,\xi]$ und zwischen $f(\xi)$ und f(x) im Intervall $[\xi,b]$ den gleichen Betrag haben, erstere aber mit einem negativen Vorzeichen behaftet ist. Der Mittelwertsatz der Integralrechnung garantiert im Allgemeinen aber nur die Existenz eines $\xi \in [a,b]$ mit der diskutierten Eigenschaft, gibt aber keine Formel zu Bestimmung von ξ an.

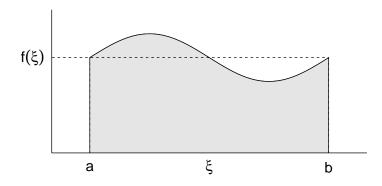


Abbildung 7.4. Zum Mittelwertsatz der Integralrechnung

Der Zweite Hauptsatz der Differential- und Integralrechnung schließlich besagt, wie man mithilfe der Stammfunktion ein bestimmtes Integral berechnet.

Theorem 7.5 (Zweiter Hauptsatz der Differential- und Integralrechnung). Ist F eine Stammfunktion einer stetigen Funktion $f: I \to \mathbb{R}$ auf einem Intervall I, so gilt für $a, b \in I$ mit $a \leq b$

$$\int_{a}^{b} f(x) dx = F(b) - F(a) =: F(x)|_{a}^{b}$$
 (7.32)

0

Beweis. Mit den Rechenregeln für bestimmte Integrale und dem ersten Hauptsatz der Differential- und Integralrechnung ergibt sich

$$F(b) - F(a) = \int_{\alpha}^{b} f(t) dt - \int_{\alpha}^{a} f(t) dt = \int_{a}^{b} f(x) dx$$
 (7.33)

Wir wollen den Zweiten Haupsatz der Differential- und Integralrechnung in drei Beispielen anwenden (vgl. Abbildung 7.5).

Beispiel (1)

Wir betrachten die Identitätsfunktion

$$f: \mathbb{R} \to \mathbb{R}, x \mapsto f(x) := x$$
 (7.34)

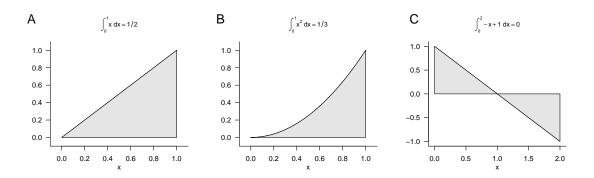


Abbildung 7.5. Beispiele zum Zweiten Hauptsatz der Differential- und Integralrechnung

und wollen das bestimmte Integral dieser Funktion auf dem Intervall [0, 1], also

$$\int_0^1 f(x) \, dx = \int_0^1 x \, dx \tag{7.35}$$

berechnen. Dazu erinnern wir uns, dass eine Stammfunktion von f durch

$$F: \mathbb{R} \to \mathbb{R}, x \mapsto F(x) := \frac{1}{2}x^2 \tag{7.36}$$

gegeben ist, weil

$$F'(x) = \frac{d}{dx} \left(\frac{1}{2}x^2\right) = 2 \cdot \frac{1}{2}x^{2-1} = x. \tag{7.37}$$

Einsetzen in den Zweiten Hauptsatz der Differential- und Integralrechnung ergibt dann sofort

$$\int_0^1 x \, dx = \frac{1}{2} 1^2 - \frac{1}{2} 0^2 = \frac{1}{2}. \tag{7.38}$$

Dieses Ergebnis ist mit der Intuition, die sich anhand der grauen Fläche in Abbildung 7.5 A, ergibt kongruent.

Beispiel (2)

Als nächstes betrachten wird die Quadratfunktion

$$f: \mathbb{R} \to \mathbb{R}, x \mapsto f(x) := x^2 \tag{7.39}$$

und wollen das bestimmte Integral auch dieser Funktion auf dem Intervall [0, 1], also

$$\int_0^1 f(x) \, dx = \int_0^1 x^2 \, dx \tag{7.40}$$

berechnen. Dazu erinnern wir uns, dass eine Stammfunktion von f durch

$$F: \mathbb{R} \to \mathbb{R}, x \mapsto F(x) := \frac{1}{3}x^3 \tag{7.41}$$

gegeben ist, weil

$$F'(x) = \frac{d}{dx} \left(\frac{1}{3} x^3 \right) = 3 \cdot \frac{1}{3} x^{3-1} = x^2. \tag{7.42}$$

Einsetzen in den Zweiten Hauptsatz der Differential- und Integralrechnung ergibt dann sofort

$$\int_0^1 x^2 dx = \frac{1}{3} 1^3 - \frac{1}{3} 0^3 = \frac{1}{3}.$$
 (7.43)

Dieses Ergebnis ist mit der Intuition, die sich aus dem Vergleich der grauen Flächen in Abbildung 7.5 A und Abbildung 7.5 B ergibt, kongruent.

Beispiel (3)

Schließlich betrachten wir die lineare Funktion

$$f: \mathbb{R} \to \mathbb{R}, x \mapsto f(x) := -x + 1 \tag{7.44}$$

und wollen das bestimmte Integral auch dieser Funktion auf dem Intervall [0, 2], also

$$\int_{0}^{2} f(x) \, dx = \int_{0}^{2} -x + 1 \, dx \tag{7.45}$$

berechnen. Dazu erinnern wir uns, dass eine Stammfunktion der linearen Funktion mit a = -1 und b = 1 (vgl. Tablle 7.1) durch

$$F: \mathbb{R} \to \mathbb{R}, x \mapsto F(x) := -\frac{1}{2}x^2 + x \tag{7.46}$$

gegeben ist, weil

$$F'(x) = \frac{d}{dx} \left(-\frac{1}{2}x^2 + x \right) = -2 \cdot \frac{1}{2}x^{2-1} + 1 \cdot x^{1-1} = -x + 1. \tag{7.47}$$

Einsetzen in den Zweiten Hauptsatz der Differential- und Integralrechnung ergibt dann sofort

$$\int_{0}^{2} -x + 1 \, dx = \left(-\frac{1}{2} 2^{2} + 2 \right) - \left(-\frac{1}{2} 0^{2} + 0 \right) \cdot = -2 + 2 - 0 = 0. \tag{7.48}$$

Dieses Ergebnis ist mit der Intuition kongruent, dass sich die "positive" und die "negative" graue Fläche in Abbildung 7.5 C ausgleichen, kongruent.

7.3. Uneigentliche Integrale

Uneigentliche Integrale sind bestimmte Integrale bei denen mindestens eine Integrationsgrenze keine reelle Zahl ist, sondern $-\infty$ oder ∞ . Wir beleuchten die Natur uneigentlicher Integrale mit folgender Definition und einem Beispiel.

Definition 7.5 (Uneigentliche Integrale). $f: \mathbb{R} \to \mathbb{R}$ sei eine univariate reellwertige Funktion. Mit den Definitionen

$$\int_{-\infty}^{b} f(x) \, dx := \lim_{a \to -\infty} \int_{a}^{b} f(x) \, dx \text{ und } \int_{a}^{\infty} f(x) \, dx := \lim_{b \to \infty} \int_{a}^{b} f(x) \, dx \tag{7.49}$$

und der Additivität von Integralen

$$\int_{-\infty}^{\infty} f(x) dx = \int_{-\infty}^{b} f(x) dx + \int_{b}^{\infty} f(x) dx$$
 (7.50)

wird der Begriff des bestimmten Integrals auf die unbeschränkten Integrationsintervalle]— ∞ , b], $[a, \infty[$ und]— ∞ , $\infty[$ erweitert. Integrale mit unbeschränkten Integrationsintervallen heißen uneigentliche Integrale. Wenn die entsprechenden Grenzwerte existieren, sagt man, dass die uneigentlichen Integrale konvergieren.

Als Beispiel betrachten wir das uneigentliche Integral der Funktion

$$f: \mathbb{R} \to \mathbb{R}, x \mapsto f(x) \frac{1}{x^2}$$
 (7.51)

auf dem Intervall $[1, \infty[$, also

$$\int_{1}^{\infty} \frac{1}{x^2} dx. \tag{7.52}$$

Nach den Festlegungen in der Definition uneigentlicher Integrale gilt

$$\int_{1}^{\infty} \frac{1}{x^2} dx = \lim_{b \to \infty} \int_{1}^{b} \frac{1}{x^2} dx.$$
 (7.53)

Mit der Stammfunktion $F(x)=-x^{-1}$ von $f(x)=x^{-2}$ ergibt sich für das bestimmte Integral in obiger Gleichung

$$\int_{1}^{b} \frac{1}{x^{2}} dx = F(b) - F(1) = -\frac{1}{b} - \left(-\frac{1}{1}\right) = -\frac{1}{b} + 1. \tag{7.54}$$

Es ergibt sich also

$$\int_{1}^{\infty} \frac{1}{x^2} dx = \lim_{b \to \infty} \int_{1}^{b} \frac{1}{x^2} dx = \lim_{b \to \infty} \left(-\frac{1}{b} + 1 \right) = -\lim_{b \to \infty} \frac{1}{b} + \lim_{b \to \infty} 1 = 0 + 1 = 1. \quad (7.55)$$

7.4. Mehrdimensionale Integrale

Bisher haben wir nur Integrale univariater reellwertiger Funktionen betrachtet. Der Integralbegriff lässt sich auch auf multivariate reellwertige Funktionen erweitern. Allerdings ist dann der Integrationsbereich der Funktion nicht notwendigerweise so einfach zu beschreiben wie ein Intervall; insbesondere sind zum Beispiel schon im zweidimensionalen arbiträr geformte zweidimensionale Integrationsbereiche möglich. Wir wollen hier nun den einfachsten Fall eines Hyperrechtecks betrachten. In diesem Fall können wir mehrdimensionale bestimmte Integrale wie folgt definieren.

Definition 7.6 (Mehrdimensionale Integrale). $f: \mathbb{R}^n \to \mathbb{R}$ sei eine multivariate reellwertige Funktion. Dann heißen Integrale der Form

$$\int_{[a_1,b_1]\times\cdots\times[a_n,b_n]} f(x)\,dx = \int_{a_1}^{b_1}\cdots\int_{a_n}^{b_n} f(x_1,...,x_n)\,dx_1...\,dx_n \tag{7.56}$$

mehr dimensionale bestimmte Integrale auf Hyperrechtecken. Weiterhin heißen Integrale der Form

$$\int_{\mathbb{R}^n} f(x) \, dx = \int_{-\infty}^{\infty} \cdots \int_{-\infty}^{\infty} f(x_1,...,x_n) \, dx_1... \, dx_n \tag{7.57}$$

mehrdimensionale uneigentliche Integrale.

•

Wie schon erwähnt kann man multivariate reellwertige Funktion nicht nur auf Hyperrechtecken, sondern im Prinzip auf beliebigen Hyperflächen integrieren. Dies kann sich jedoch oft schwierig gestalten.

Als Beispiel betrachten wir das zweidimensionale bestimmte Integral der Funktion

$$f:\mathbb{R}^2\to\mathbb{R}, (x_1,x_2)\mapsto f(x_1,x_2):=x_1^2+4x_2 \eqno(7.58)$$

auf dem Rechteck $[0,1] \times [0,1]$. Der Satz von Fubini der Theorie mehrdimensionaler Integrale besagt, dass man mehrdimensionale Integrale in beliebiger Koordinatenfolge auswerten kann. Es gilt also zum Beispiel, dass

$$\int_{a_1}^{b_1} \left(\int_{a_2}^{b_2} f(x_1, x_2) \, dx_2 \right) \, dx_1 = \int_{a_2}^{b_2} \left(\int_{a_1}^{b_1} f(x_1, x_2) \, dx_1 \right) \, dx_2. \tag{7.59}$$

In diesem Sinne betrachten wir für das Beispiel

$$\int_0^1 \int_0^1 x_1^2 + 4x_2 \, dx_1 \, dx_2 = \int_0^1 \left(\int_0^1 x_1^2 + 4x_2 \, dx_1 \right) \, dx_2 \tag{7.60}$$

also zunächst das innere Integral. x_2 nimmt dabei die Rolle einer Konstanten ein. Eine Stammfunktion von $g(x_1):=x_1^2+4x_2$ ist $G(x_1)=\frac{1}{3}x_1^3+4x_2x_1$, wie man sich durch Ableiten von G überzeugt. Es ergibt sich also für das innere Integral

$$\begin{split} \int_0^1 x_1^2 + 4x_2 \, dx_1 &= G(1) - G(0) \\ &= \frac{1}{3} \cdot 1^3 + 4x_2 \cdot 1 - \frac{1}{3} \cdot 0^3 - 4x_2 \cdot 0 \\ &= \frac{1}{3} + 4x_2. \end{split} \tag{7.61}$$

Betrachten des äußeren Integrals ergibt dann mit der Stammfunktion

$$H(x_2) = \frac{1}{3}x_2 + 2x_2^2 \tag{7.62}$$

von

$$h(x_2) := \frac{1}{3} + 4x_2, (7.63)$$

dass

$$\int_{0}^{1} \int_{0}^{1} x_{1}^{2} + 4x_{2} dx_{1} dx_{2} = \int_{0}^{1} \frac{1}{3} + 4x_{2} dx_{2}$$

$$= H(1) - H(0)$$

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

$$= \frac{13}{3}.$$

$$(7.64)$$

7.5. Selbstkontrollfragen

1. Geben Sie die Definition des Begriffs der Stammfunktion wieder.

- 2. Geben Sie die Definition des Begriffs des unbestimmten Integrals wieder.
- 3. Erläutern Sie die intuitive Bedeutung des Begriff des Riemannschen Integrals.
- 4. Geben Sie den ersten Hauptsatz der Differential- und Integralrechnung wieder.
- 5. Geben Sie den zweiten Hauptsatz der Differential- und Integralrechnung wieder.
- 6. Erläutern Sie den Begriff des uneigentlichen Integrals.
- 7. Erläutern Sie den Begriff des mehrdimensionalen Integrals.

8. Vektoren

In der naturwissenschaftlichen Modellbildung betrachtet man häufig Phänomene, die sich durch das Vorliegen mehrerer quantitativer Merkmale auszeichnen. So ist zum Beispiel die Position eines Objektes im dreidimensionalen Raum durch drei Koordinaten hinsichtlich der drei Achsen eines Kartesischen Koordinatensystems festgelegt. Analog mag der Gesundheitszustand einer Person durch das Vorliegen dreier Messwerte, z.B. einen Selbstauskunftscore, einen Biomarker und eine Expert:inneneinschätzung charakterisiert sein. Zum modellieren und analysieren solcher mehrdimensionalen quantitativen Phänomene stellt die Mathematik mit dem reellen Vektorraum ein vielseitig einsetzbares Hilfsmittel bereit. In diesem Kapitel wollen wir zunächst den Begriff des reellen Vektorraums und das grundlegende Rechnen mit Vektoren einführen (Kapitel 8.1). Eine Vektorraumstruktur, die sich stark an der dreidimensionalen räumlichen Intuition orientiert bietet dann der Euklidische Vektorraum (Kapitel 8.2). Mithilfe der Vektorrechnung können alle Vektoren eines Vektorraums aus einer kleinen Schar ausgezeichneter Vektoren gebildet werden. Die diesem Prinzip zugrundeliegenden Konzepte diskutieren wir in (Kapitel ?? und Kapitel 8.4).

8.1. Reeller Vektorraum

Wir beginnen mit der allgemeinen Definition eines Vektorraums, die grundlegende Regeln zum Rechnen mit Vektoren festlegt.

Definition 8.1 (Vektorraum). Es seien V eine nichtleere Menge und S eine Menge von Skalaren. Weiterhin sei eine Abbildung

$$+: V \times V \to V, (v_1, v_2) \mapsto +(v_1, v_2) =: v_1 + v_2,$$
 (8.1)

genannt Vektoraddition, definiert. Schließlich sei eine Abbildung

$$\cdot: S \times V \to V, (s, v) \mapsto \cdot (s, v) =: sv, \tag{8.2}$$

genannt Skalarmultiplikation definiert. Dann wird das Tupel $(V, S, +, \cdot)$ genau dann Vektorraum genannt, wenn für beliebige Elemente $v, w, u \in V$ und $a, b \in S$ folgende Bedingungen gelten:

(1) Kommutativität der Vektoraddition.

$$v + w = w + v.$$

(2) Assoziativität der Vektoraddition.

$$(v+w) + u = v + (w+u)$$

Reeller Vektorraum 73

(3) Existenz eines neutralen Elements der Vektoraddition.

Es gibt einen Vektor
$$0 \in V$$
 mit $v + 0 = 0 + v = v$.

(4) Existenz inverser Elemente der Vektoraddition

Für alle Vektoren $v \in V$ gibt es einen Vektor $-v \in V$ mit v + (-v) = 0.

(5) Existenz eines neutralen Elements der Skalarmultiplikation.

Es gibt einen Skalar
$$1 \in S$$
 mit $1 \cdot v = v$.

(6) Assoziativität der Skalarmultiplikation.

$$a \cdot (b \cdot c) = (a \cdot b) \cdot c.$$

(7) Distributivität hinsichtlich der Vektoraddition.

$$a \cdot (v + w) = a \cdot v + a \cdot w.$$

(8) Distributivität hinsichtlich der Skalaraddition.

$$(a+b) \cdot v = a \cdot v + b \cdot v.$$

Es fällt auf, dass Definition 8.1 zwar festlegt, wie mit Vektoren gerechnet werden soll, jedoch keine Aussage darüber macht, was ein Vektor, über ein ein Element einer Menge hinaus, eigentlich ist. Dies ist der Tatsache geschuldet, dass es verschiedenste mathematische Objekte gibt, für die Vektorraumstrukturen definiert werden können. Beispiele dafür sind die Menge der reellen m-Tupel, die Menge der Matrizen, die Menge der Polynome, die Menge der Lösungen eines linearen Gleichungssystems, die Menge der reellen Folgen, die Menge der stetigen Funktionen u.v.a.m.

Wir sind hier zunächst nur am Vektorraum der Menge reellen m-Tupel interessiert. Wir erinnern dazu daran, dass wir die reellen m-Tupel mit

$$\mathbb{R}^m := \left\{ \begin{pmatrix} x_1 \\ \vdots \\ x_m \end{pmatrix} \middle| x_i \in \mathbb{R} \text{ für alle } 1 \leq i \leq m \right\} \tag{8.3}$$

bezeichnen und \mathbb{R}^m als " \mathbb{R} hoch m" aussprechen. Die Elemente $x \in \mathbb{R}^m$ nennen wir reelle Vektoren oder auch einfach Vektoren. Wir wollen nun der Definition eines Vektorraums die Menge \mathbb{R}^m zugrunde legen. Dazu definieren wir zunächst die Vektoraddition für Elemente von \mathbb{R}^m und die Skalarmultiplikation für Elemente von \mathbb{R} und \mathbb{R}^m

Definition 8.2 (Vektoraddition und Skalarmultiplikation in \mathbb{R}^m). Für alle $x, y \in \mathbb{R}^m$ und $a \in \mathbb{R}$ sei die *Vektoraddition* durch

$$+: \mathbb{R}^m \times \mathbb{R}^m \to \mathbb{R}^m, (x,y) \mapsto x+y = \begin{pmatrix} x_1 \\ \vdots \\ x_m \end{pmatrix} + \begin{pmatrix} y_1 \\ \vdots \\ y_m \end{pmatrix} := \begin{pmatrix} x_1+y_1 \\ \vdots \\ x_m+y_m \end{pmatrix} \tag{8.4}$$

Reeller Vektorraum 74

und die Skalarmultiplikation durch

$$\cdot : \mathbb{R} \times \mathbb{R}^m \to \mathbb{R}^m, (a, x) \mapsto ax = a \begin{pmatrix} x_1 \\ \vdots \\ x_m \end{pmatrix} := \begin{pmatrix} ax_1 \\ \vdots \\ ax_m \end{pmatrix}$$
 (8.5)

definiert.

Es ergibt sich dann folgendes Resultat.

Theorem 8.1 (Reeller Vektorraum). $(\mathbb{R}^m, +, \cdot)$ mit den Rechenregeln der Addition und Multiplikation in \mathbb{R} einen Vektorraum.

Für einen Beweis, auf den wir hier verzichten wollen, muss man die Bedingungen (1) bis (8) aus Definition 8.1 für die hier betrachtete Menge und die hier festgelegten Formen der Vektoraddition und der Skalarmultiplikation nachweisen. Diese ergeben sich aber leicht aus den Rechenregeln von Addition und Multiplikation in \mathbb{R} und der Tatsache, dass Vektoraddition und Skalarmultiplikation für Elemente von \mathbb{R}^m in Definition 8.2 komponentenweise definiert wurden. Wir definieren damit den Begriff des reellen Vektorraums.

Definition 8.3 (Reeller Vektorraum). Für \mathbb{R}^m seien + und · die in Definition 8.2 definierte Vektoraddition und Skalarmultiplikation. Dann nennen wir auf Grundlage von Theorem 8.1 den Vektorraum ($\mathbb{R}^m, +, \cdot$) den reellen Vektorraum

Auf Grundlage von Definition 8.3 wollen wir uns nun das Rechnen mit reellen Vektoren anhand einiger Beispiele verdeutlichen.

Beispiele

(1) Für

$$x := \begin{pmatrix} 1 \\ 2 \\ 3 \\ 4 \end{pmatrix} \in \mathbb{R}^4 \text{ und } y := \begin{pmatrix} 2 \\ 1 \\ 0 \\ 1 \end{pmatrix} \in \mathbb{R}^4$$

gilt

$$x+y = \begin{pmatrix} 1\\2\\3\\4 \end{pmatrix} + \begin{pmatrix} 2\\1\\0\\1 \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} 1+2\\2+1\\3+0\\4+1 \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} 3\\3\\3\\5 \end{pmatrix} \in \mathbb{R}^4.$$

In R implementiert dieses Beispiel wie folgt

```
x = matrix(c(1,2,3,4), nrow = 4) # Vektordefinition

y = matrix(c(2,1,0,1), nrow = 4) # Vektordefinition
```

0

Reeller Vektorraum 75

(2) Für

$$x := \begin{pmatrix} 2 \\ 3 \end{pmatrix} \in \mathbb{R}^2 \text{ und } y := \begin{pmatrix} 1 \\ 3 \end{pmatrix} \in \mathbb{R}^2$$

gilt

$$x-y=\begin{pmatrix}2\\3\end{pmatrix}-\begin{pmatrix}1\\3\end{pmatrix}=\begin{pmatrix}2-1\\3-3\end{pmatrix}=\begin{pmatrix}1\\0\end{pmatrix}\in\mathbb{R}^2.$$

In R implementiert man dieses Beispiel wie folgt

```
x = matrix(c(2,3), nrow = 2) # Vektordefinition

y = matrix(c(1,3), nrow = 2) # Vektordefinition

x - y # Vektorsubtraktion
```

(3) Für

$$x := \begin{pmatrix} 2 \\ 1 \\ 3 \end{pmatrix} \in \mathbb{R}^3 \text{ und } a := 3 \in \mathbb{R}$$

gilt

[3,]

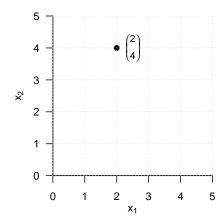
$$ax = 3 \begin{pmatrix} 2 \\ 1 \\ 3 \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} 3 \cdot 2 \\ 3 \cdot 1 \\ 3 \cdot 3 \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} 6 \\ 3 \\ 9 \end{pmatrix} \in \mathbb{R}^3.$$

In \mathbf{R} implementiert man dieses Beispiel wie folgt

```
1  x = matrix(c(2,1,3), nrow = 3)  # Vektordefinition
2  a = 3  # Skalardefinition
3  a*x  # Skalarmultiplikation

[,1]
[1,]  6
[2,]  3
```

Für $m \in \{1,2,3\}$ kann man sich reelle Vektoren und das Rechnen mit ihnen visuell veranschaulichen. Für m > 3, wenn also zum Beispiel für eine Person mehr als drei quantitative Merkmale zu ihrem Gesundheitszustand vorliegen, was in der Anwendung regelmäßig der Fall ist, ist dies nicht möglich. Trotzdem mag die visuelle Intuition für $m \leq 3$ einen Einstieg in das Verständnis von Vektorräumen erleichtern. Wir fokussieren



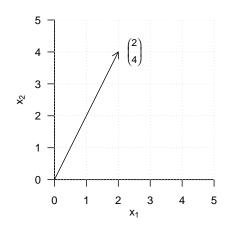


Abbildung 8.1. Visualisierung von Vektoren in \mathbb{R}^2

hier auf den Fall m := 2. In diesem Fall liegen die betrachteten reellen Vektoren in der zweidimensionalen Ebene und werden üblicherweise als Punkte oder Pfeile visualisiert (Abbildung 8.1).

Abbildung 8.2 visualisiert die Vektoraddition

$$\binom{1}{2} + \binom{3}{1} = \binom{4}{3}.$$
 (8.6)

Der Summenvektor entspricht dabei der Diagonale des von den beiden Summanden aufgespannten Parallelogramms.

Abbildung 8.3 visualisiert die Vektorsubtraktion

$$\binom{1}{2} - \binom{3}{1} = \binom{1}{2} + \binom{-3}{-1} = \binom{-2}{1}$$
 (8.7)

Der resultierende Vektor entspricht dabei der Diagonale des von dem ersten Vektors und dem entgegensetzten Vektor des zweiten Vektors aufgespannten Parallelogramms.

Abbildung 8.4 schließlich visualisiert die Skalarmultiplikation

$$3\begin{pmatrix} 1\\1 \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} 3\\3 \end{pmatrix} \tag{8.8}$$

Die Multiplikation eines Vektors mit einem Skalar ändert dabei immer nur seine Länge, nicht jedoch seine Richtung.

8.2. Euklidischer Vektorraum

Der reelle Vektorraum kann durch Definition des *Skalarprodukts* im Sinne eines *Euklidischen Vektorraums* mit räumlich-geometrischer Intuition versehen werden. Diese ermöglicht es insbesondere, Begriffe wie die *Länge eines Vektors*, den *Abstand zwischen*

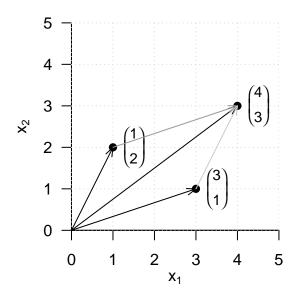


Abbildung 8.2. Vektor addition in \mathbb{R}^2

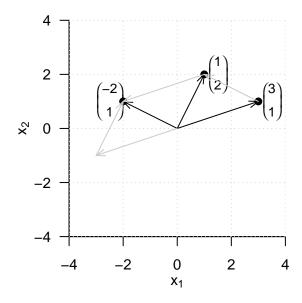


Abbildung 8.3. Vektor subtraktion in \mathbb{R}^2

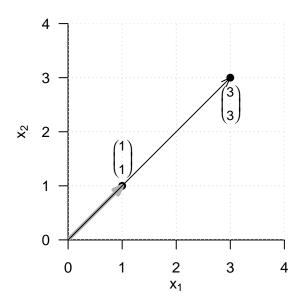


Abbildung 8.4. Skalarmultiplikation in \mathbb{R}^2

zwei Vektoren, und nicht zuletzt den Winkel zwischen zwei Vektoren zu definieren und zu berechnen. Wir führen zunächst das Skalarprodukt ein.

Definition 8.4 (Skalarprodukt auf \mathbb{R}^m). Das *Skalarprodukt auf* \mathbb{R}^m ist definiert als die Abbildung

$$\langle \rangle : \mathbb{R}^m \times \mathbb{R}^m \to \mathbb{R}, (x, y) \mapsto \langle (x, y) \rangle := \langle x, y \rangle := \sum_{i=1}^m x_i y_i. \tag{8.9}$$

Das Skalarprodukt heißt Skalarprodukt, weil es einen Skalar ergibt, nicht etwa, weil mit Skalaren multipliziert wird. Das Skalarprodukt steht in enger Beziehung zum Matrixprodukt, wie wir an späterer Stelle sehen werden. Wir betrachten zunächst ein Beispiel und seine Implementation in \mathbf{R} .

Beispiel

Es seien

$$x := \begin{pmatrix} 1 \\ 2 \\ 3 \end{pmatrix} \text{ und } y := \begin{pmatrix} 2 \\ 0 \\ 1 \end{pmatrix} \tag{8.10}$$

Dann ergibt sich

$$\langle x,y\rangle = x_1y_1 + x_2y_2 + x_3y_3 = 1\cdot 2 + 2\cdot 0 + 3\cdot 1 = 2 + 0 + 3 = 5. \tag{8.11}$$

In \mathbf{R} gibt es verschiedene Möglichkeiten, ein Skalarprodukt auszuwerten. Wir führen zwei von ihnen für das gebebene Beispiel untenstehend auf.

Euklidischer Vektorraum

```
# Vektordefinitionen
x = matrix(c(1,2,3), nrow = 3)
y = matrix(c(2,0,1), nrow = 3)

# Skalarprodukt mithilfe von R's komponentenweiser Multiplikation und sum() Funktion
sum(x*y)

[1] 5

# Skalarprodukt mithilfe von R's Matrixtransposition und -multiplikation
t(x) %*% y

[,1]
[1,] 5
```

Mithilfe des Skalarprodukts kann der Begriff des reellen Vektorraums zum Begriff des reellen kanonischen Euklidischen Vektorraums erweiter werden.

Definition 8.5 (Euklidischer Vektorraum). Das Tupel $((\mathbb{R}^m, +, \cdot), \langle \rangle)$ aus dem reellen Vektorraum $(\mathbb{R}^m, +, \cdot)$ und dem Skalarprodukt $\langle \rangle$ auf \mathbb{R}^m heißt reeller kanonischer Euklidischer Vektorraum.

Generell heißt jedes Tupel aus einem Vektorraum und einem Skalarprodukt "Euklidischer Vektorraum". Informell sprechen wir aber oft auch einfach von \mathbb{R}^m als "Euklidischer Vektorraum" und insbesondere bei $((\mathbb{R}^m,+,\cdot),\langle\rangle)$ vom "Euklidischen Vektorraum". Ein Euklidischer Vektorraum ist ein Vektorraum mit geometrischer Struktur, die durch das Skalarprodukt induziert wird. Insbesondere bekommen im Euklidischen Vektorraum nun die geometrischen Begriffe von $L\ddot{a}nge, Abstand$ und Winkel eine Bedeutung. Wir definieren sie wie folgt.

Definition 8.6. $((\mathbb{R}^m, +, \cdot), \langle \rangle)$ sei der Euklidische Vektorraum.

(1) Die Länge eines Vektors $x \in \mathbb{R}^m$ ist definiert als

$$||x|| := \sqrt{\langle x, x \rangle}. \tag{8.12}$$

(2) Der Abstand zweier Vektoren $x, y \in \mathbb{R}^m$ ist definiert als

$$d(x,y) := \|x - y\|. \tag{8.13}$$

(3) Der Winkel α zwischen zwei Vektoren $x,y\in\mathbb{R}^m$ mit $x,y\neq 0$ ist definiert durch

$$0 \le \alpha \le \pi \text{ und } \cos \alpha := \frac{\langle x, y \rangle}{\|x\| \|y\|}$$
 (8.14)

•

Die Länge ||x|| eines Vektors $x \in \mathbb{R}^m$ heißt auch Euklidische Norm von x oder ℓ_2 -Norm von x oder einfach Norm von x. Sie wird häufig auch mit $||x||_2$ bezeichnet. Wir betrachten drei Beispiele für die Bestimmung der Länge eines Vektors und ihre entsprechende \mathbf{R} Implementation. Wir veranschaulichen diese Beispiele in Abbildung 8.5.

Beispiel (1)

$$\left\| \begin{pmatrix} 2 \\ 0 \end{pmatrix} \right\| = \sqrt{\left\langle \begin{pmatrix} 2 \\ 0 \end{pmatrix}, \begin{pmatrix} 2 \\ 0 \end{pmatrix} \right\rangle} = \sqrt{2^2 + 0^2} = \sqrt{4} = 2.00 \tag{8.15}$$

[1] 2

Beispiel (2)

$$\left\| \begin{pmatrix} 2 \\ 2 \end{pmatrix} \right\| = \sqrt{\left\langle \begin{pmatrix} 2 \\ 2 \end{pmatrix}, \begin{pmatrix} 2 \\ 2 \end{pmatrix} \right\rangle} = \sqrt{2^2 + 2^2} = \sqrt{8} \approx 2.83 \tag{8.16}$$

[1] 2.828427

Beispiel (3)

$$\left\| \begin{pmatrix} 2 \\ 4 \end{pmatrix} \right\| = \sqrt{\left\langle \begin{pmatrix} 2 \\ 4 \end{pmatrix}, \begin{pmatrix} 2 \\ 4 \end{pmatrix} \right\rangle} = \sqrt{2^2 + 4^2} = \sqrt{20} \approx 4.47 \tag{8.17}$$

```
1 norm(matrix(c(2,4),nrow = 2), type = "2") # Vektorlänge = 1_2 Norm
```

[1] 4.472136

Für den Abstand d(x,y) zweier Vektoren $x,y\in\mathbb{R}^m$ halten wir ohne Beweis fest, dass er zum einen nicht-negativ und symmetrisch ist, also dass

$$d(x,y) \ge 0, d(x,x) = 0 \text{ und } d(x,y) = d(y,x)$$
 (8.18)

gelten. Zudem erfüllt d(x,y) die sogenannte *Dreiecksungleichung*, die besagt, dass die direkte Wegstrecke zwischen zwei Punkten im Raum immer kürzer ist als eine indirekte Wegstrecke über einen dritten Punkt,

$$d(x,y) < d(x,z) + d(z,y). \tag{8.19}$$

Damit erfüllt d(x,y) wichtige Aspekte der räumlichen Anschauung. Wir geben zwei Beispiele für die Bestimmung von Abständen von Vektoren in \mathbb{R}^2 , die wir in Abbildung 8.6 visualisieren.

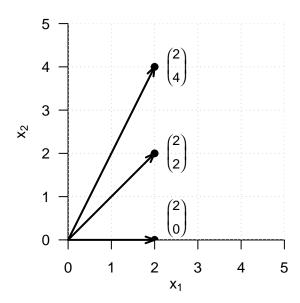


Abbildung 8.5. Vektorlänge in \mathbb{R}^2

Beispiel (1)

$$d\left(\begin{pmatrix} 1\\1 \end{pmatrix}, \begin{pmatrix} 2\\2 \end{pmatrix}\right) = \left\|\begin{pmatrix} 1\\1 \end{pmatrix} - \begin{pmatrix} 2\\2 \end{pmatrix}\right\| = \left\|\begin{pmatrix} -1\\-1 \end{pmatrix}\right\| = \sqrt{(-1)^2 + (-1)^2} = \sqrt{2} \approx 1.41 \qquad (8.20)$$

$$\operatorname{norm}(\operatorname{matrix}(\operatorname{c}(\mathbf{1},\mathbf{1}),\operatorname{nrow} = \mathbf{2}) - \operatorname{matrix}(\operatorname{c}(\mathbf{2},\mathbf{2}),\operatorname{nrow} = \mathbf{2}), \text{ type } = "2")$$

[1] 1.414214

Beispiel (2)

$$d\left(\binom{1}{1},\binom{4}{1}\right) = \left\|\binom{1}{1} - \binom{4}{1}\right\| = \left\|\binom{-3}{0}\right\| = \sqrt{(-3)^2 + 0^2} = \sqrt{9} = 3$$

$$\operatorname{norm}(\operatorname{matrix}(\mathsf{c(1,1),nrow} = 2) - \operatorname{matrix}(\mathsf{c(1,4),nrow} = 2), \text{ type = "2"})$$

[1] 3

Schließlich halten wir fest, dass für die Berechnung des Winkels zwischen zwei Vektoren anhand obiger Definition gilt, dass die Kosinusfunktion cos auf $[0,\pi]$ bijektiv, also invertierbar mit der Umkehrfunktion acos, der Arkuskosinusfunktion, ist. Auch für den

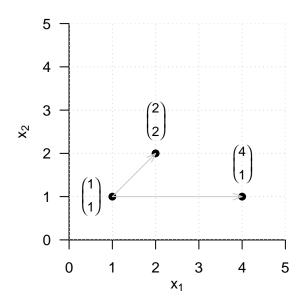


Abbildung 8.6. Vektorabstände in \mathbb{R}^2

Begriff des Winkels wollen wir zwei Beispiele betrachten. Man beachte dabei insbesondere, dass die Definition 8.6 den Winkel in Radians angibt. Für eine Angabe in Grad ist eine entsprechende Umrechnung erforderlich.

Beispiel (1)

$$a\cos\left(\frac{\left\langle \begin{pmatrix} 3\\0 \end{pmatrix}, \begin{pmatrix} 3\\3 \end{pmatrix} \right\rangle}{\left\| \begin{pmatrix} 3\\0 \end{pmatrix} \right\| \left\| \begin{pmatrix} 3\\3 \end{pmatrix} \right\|}\right) = a\cos\left(\frac{3 \cdot 3 + 3 \cdot 0}{\sqrt{3^2 + 0^2} \cdot \sqrt{3^2 + 3^2}}\right) = a\cos\left(\frac{9}{3 \cdot \sqrt{18}}\right) = \frac{\pi}{4} \approx 0.785 \quad (8.22)$$

Die Umrechnung in Grad ergibt dann

$$0.785 \cdot \frac{180^{\circ}}{\pi} = 45^{\circ} \tag{8.23}$$

In R implementiert man dies wie folgt.

[1] 45

Beispiel (2)

$$\alpha = \operatorname{acos}\left(\frac{\left\langle \begin{pmatrix} 3\\0 \end{pmatrix}, \begin{pmatrix} 0\\3 \end{pmatrix} \right\rangle}{\left\| \begin{pmatrix} 3\\0 \end{pmatrix} \right\| \left\| \begin{pmatrix} 0\\3 \end{pmatrix} \right\|}\right) = \operatorname{acos}\left(\frac{3 \cdot 0 + 0 \cdot 3}{\sqrt{3^2 + 0^2} \cdot \sqrt{0^2 + 3^2}}\right) = \operatorname{acos}\left(\frac{0}{3 \cdot 3}\right) = \frac{\pi}{2} \approx 1.57 \quad (8.24)$$

Die Umrechnung in Grad ergibt dann

$$\frac{\pi}{2} \cdot \frac{180^{\circ}}{\pi} = 90^{\circ} \tag{8.25}$$

Die entsprechende ${f R}$ Implementation lautet wie folgt.

[1] 90

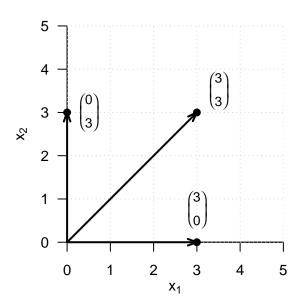


Abbildung 8.7. Winkel in \mathbb{R}^2

Die Tatsache, dass zwei Vektoren einen rechten Winkel bilden können, also gewissermaßen maximal nicht-parallel sein können, ist ein wichtiges geometrisches Prinzip und wird deshalb mit folgender Definition speziell ausgezeichnet.

Definition 8.7 (Orthogonalität und Orthonormalität von Vektoren). $((\mathbb{R}^m, +, \cdot), \langle \rangle)$ sei der Euklidische Vektorraum.

(1) Zwei Vektoren $x, y \in \mathbb{R}^m$ heißen orthogonal, wenn gilt, dass

$$\langle x, y \rangle = 0 \tag{8.26}$$

(2) Zwei Vektoren $x, y \in \mathbb{R}^m$ heißen orthonormal, wenn gilt, dass

$$\langle x, y \rangle = 0 \text{ und } ||x|| = ||y|| = 1.$$
 (8.27)

Für orthogonale und orthonormale Vektoren gilt also insbesondere auch

$$\cos \alpha = \frac{\langle x, y \rangle}{\|x\| \|y\|} = \frac{0}{\|x\| \|y\|} = 0, \tag{8.28}$$

also

$$\alpha = \frac{\pi}{2} = 90^{\circ}. \tag{8.29}$$

8.3. Lineare Unabhängigkeit

In diesem Abschnitt führen wir den Begriff der *linearen Unabhängigkeit* von Vektoren ein. Wir definieren dazu zunächst den Begriff der *Linearkombination* von Vektoren.

Definition 8.8 (Linearkombination). $\{v_1, v_2, ..., v_k\}$ sei eine Menge von k Vektoren eines Vektorraums V und $a_1, a_2, ..., a_k$ seien Skalare. Dann ist die Linearkombination der Vektoren in $\{v_1, v_2, ..., v_k\}$ mit den $Koeffizienten\ a_1, a_2, ..., a_k$ definiert als der Vektor

$$w := \sum_{i=1}^{k} a_i v_i \in V. \tag{8.30}$$

Beispiel

Es seien

$$v_1 := \begin{pmatrix} 2 \\ 1 \end{pmatrix}, v_2 := \begin{pmatrix} 1 \\ 1 \end{pmatrix}, v_3 := \begin{pmatrix} 0 \\ 1 \end{pmatrix} \text{ und } a_1 := 2, a_2 := 3, a_3 := 0. \tag{8.31}$$

Dann ergibt sich die Linearkombination von v_1,v_2,v_3 mit den Koeffizienten a_1,a_2,a_3 zu

$$w = a_1 v_1 + a_2 v_2 + a_3 v_3$$

$$= 2 \cdot {2 \choose 1} + 3 \cdot {1 \choose 1} + 0 \cdot {0 \choose 1}$$

$$= {4 \choose 2} + {3 \choose 3} + {0 \choose 0}$$

$$= {7 \choose 5}.$$

$$(8.32)$$

Basierend auf dem Begriff der Linearkombination kann man nun den Begriff der Linearen Unabhängigkeit von Vektoren definieren.

Wahrscheinlichkeitstheorie und Frequentistische Inferenz | © 2023 Dirk Ostwald CC BY 4.0

•

0

0

Definition 8.9 (Lineare Unabhängigkeit). V sei ein Vektorraum. Eine Menge $W:=\{w_1,w_2,...,w_k\}$ von Vektoren in V heißt linear unabhängig, wenn die einzige Repräsentation des Nullelements $0\in V$ durch eine Linearkombination der $w\in W$ die sogenannte triviale Repräsentation

$$0 = a_1 w_1 + a_2 w_2 + \dots + a_k w_k \text{ mit } a_1 = a_2 = \dots = a_k = 0$$
(8.33)

ist. Wenn die Menge W nicht linear unabhängig ist, dann heißt sie linear abhängig.

Um zu prüfen, ob eine gegeben Menge von Vektoren linear abhängig oder unabhängig ist muss man prinzipiell für jede mögliche Linearkombination der gegebenen Vektoren, ob sie Null ist. Theorem 8.2 und Theorem 8.3 zeigen, wie dies für zwei bzw. endliche viele Vektoren auch mit weniger Aufwand gelingen kann.

Theorem 8.2 (Lineare Abhängigkeit von zwei Vektoren). V sei ein Vektorraum. Zwei Vektoren $v_1, v_2 \in V$ sind linear abhängig, wenn einer der Vektoren ein skalares Vielfaches des anderen Vektors ist.

Beweis. v_1 sei ein skalares Vielfaches von v_2 , also

$$v_1 = \lambda v_2 \text{ mit } \lambda \neq 0. \tag{8.34}$$

Dann gilt

$$v_1 - \lambda v_2 = 0. \tag{8.35}$$

Dies aber entspricht der Linearkombination

$$a_1 v_1 + a_2 v_2 = 0 (8.36)$$

mit $a_1=1\neq 0$ und $a_2=-\lambda\neq 0$. Es gibt also eine Linearkombination des Nullelementes, die nicht die triviale Repräsentation ist, und damit sind v_1 und v_2 nicht linear unabhängig.

Theorem 8.3 (Lineare Abhängigkeit einer Menge von Vektoren). V sei ein Vektorraum und $w_1, ..., w_k \in V$ sei eine Menge von Vektoren in V. Wenn einer der Vektoren w_i mit i=1,...,k eine Linearkombination der anderen Vektoren ist, dann ist die Menge der Vektoren linear abhängig.

Beweis. Die Vektoren $w_1, ..., w_k$ sind genau dann linear abhängig, wenn gilt, dass $\sum_{i=1}^k a_i w_i = 0$ mit mindestens einem $a_i \neq 0$. Es sei also zum Beispiel $a_j \neq 0$. Dann gilt

$$0 = \sum_{i=1}^{k} a_i w_i = \sum_{i=1, i \neq j}^{k} a_i w_i + a_j w_j$$
(8.37)

Also folgt

$$a_j w_j = -\sum_{i=1, i \neq j}^k a_i w_i \tag{8.38}$$

und damit

$$w_{j} = -a_{j}^{-1} \sum_{i=1, i \neq j}^{k} a_{i} w_{i} = -\sum_{i=1, i \neq j}^{k} (a_{j}^{-1} a_{i}) w_{i}$$
 (8.39)

Also ist w_i eine Linearkombination der w_i für i = 1, ..., k mit $i \neq j$.

Vektorraumbasen 86

8.4. Vektorraumbasen

In diesem Abschnitt wollen wir den Begriff der *Vektorraumbasis* einführen. Eine Basis eines Vektorraums ist eine Untermenge von Vektoren des Vektorraums, die zur Darstellung aller Vektoren des Vektorraums genutzt werden kann. Im Sinne der linearen Kombination von Vektoren enthält also eine Vektorraumbasis alle nötige Information zur Konstruktion des entsprechenden Vektorraums. Allerdings ist eine Vektorraumbasis in der Regel nicht eindeutig und die viele Vektorräume haben in der Tat unendlich viele Basen. Die folgenden Definition sagt zunächst aus, wie aus einer beschränkten Anzahl von Vektoren mithilfe von Linearkombinationen unendlich viele Vektoren gebildet werden können.

Definition 8.10 (Lineare Hülle und Aufspannen). V sei ein Vektorraum und es sei $W := \{w_1, ..., w_k\} \subset V$. Dann ist die *lineare Hülle* von W definiert als die Menge aller Linearkombinationen der Elemente von W,

$$\operatorname{Span}(W) := \left\{ \sum_{i=1}^{k} a_i w_i | a_1, ..., a_k \text{ sind skalare Koeffizienten} \right\}$$
 (8.40)

Man sagt, dass eine Menge von Vektoren $W \subseteq V$ einen Vektorraum V aufspannt, wenn jedes $v \in V$ als eine Linearkombination von Vektoren in W geschrieben werden kann.

Wir definieren nun den Begriff der Basis eines Vektorraums.

Definition 8.11 (Basis). V sei ein Vektorraum und es sei $B \subseteq V$. B heißt eine $Basis\ von\ V$, wenn

- (1) die Vektoren in B linear unabhängig sind und
- (2) die Vektoren in B den Vektorraum V aufspannen.

Basen von Vektorräumen haben folgende wichtige Eigenschaften.

Theorem 8.4 (Eigenschaften von Basen).

- (1) Alle Basen eines Vektorraums beinhalten die gleiche Anzahl von Vektoren.
- (2) Jede Menge von m linear unabhängigen Vektoren ist Basis eines m-dimensionalen Vektorraums.

Für einen Beweis dieses sehr tiefen Theorems verweisen wir auf die weiterführende Literatur. Die mit obigem Theorem benannte eindeutige Anzahl der Vektoren einer Basis eines Vektorraums heißt die Dimension des Vektorraums. Da es in der Regel unendliche viele Mengen von m linear unabhängigen Vektoren in einem Vektorraum gibt haben Vektorräume in der Regel unendlich viele Basen.

Betrachtet man nun einen einzelnen Vektor in einem Vektorraum, so kann man sich fragen, wie man diesen mithilfe einer Vektorraumbasis darstellen kann. Dies führt auf folgende Begriffsbildungen.

•

U

Vektorraumbasen 87

Definition 8.12 (Basisdarstellung und Koordinaten). $B := \{b_1, ..., b_m\}$ sei eine Basis eines m-dimensionalen Vektorraumes V und es sei $v \in V$. Dann heißt die Linearkombination

$$v = \sum_{i=1}^{m} c_i b_i \tag{8.41}$$

die Darstellung von v bezüglich der Basis B und die Koeffizienten $c_1,...,c_m$ heißen die Koordinaten von v bezüglich der Basis B.

s fost und

Bei fester Basis sind auch die Koordinaten eines Vektors bezüglich dieser Basis fest und eindeutig. Dies ist die Aussage folgenden Theorems.

Theorem 8.5 (Eindeutigkeit der Basisdarstellung). Die Basisdarstellung eines $v \in V$ bezüglich einer Basis B ist eindeutig.

0

Beweis. Ohne Beschränkung der Allgemeinheit nehmen wir an, dass der Vektorraum von Dimension m ist. Nehmen wir an, dass zwei Darstellungen von v bezüglich der Basis B existieren, also dass

$$\begin{split} v &= a_1b_1 + \dots + a_mb_m \\ v &= c_1b_1 + \dots + c_mb_m \end{split} \tag{8.42}$$

Subtraktion der unteren von dern oberen Gleichung ergibt

$$0 = (a_1 - c_1)b_1 + \dots + (a_m - c_m)b_m \tag{8.43}$$

Weil die $b_1, ..., b_m$ linear unabhängig sind, gilt aber, dass $(a_i - c_i) = 0$ für alle i = 1, ..., m und somit sind die beiden Darstellungen von v bezüglich der Basis B identisch.

Zum Abschluss dieses Abschnitts wollen wir eine spezielle Basis des reellen Vektorraums betrachten.

Definition 8.13 (Orthonormalbasis von \mathbb{R}^m). Eine Menge von m Vektoren $v_1,...,v_m \in \mathbb{R}^m$ heißt Orthonormalbasis von \mathbb{R}^m , wenn $v_1,...,v_m$ jeweils die Länge 1 haben und wechselseitig orthogonal sind, also wenn

$$\langle v_i, v_j \rangle = \begin{cases} 1 & \text{für } i = j \\ 0 & \text{für } i \neq j \end{cases}. \tag{8.44}$$

•

Wir wollen zunächst ein Beispiel für eine Orthonormalbasis betrachten.

Beispiel (1)

Es ist

$$B_1 := \left\{ \begin{pmatrix} 1 \\ 0 \end{pmatrix}, \begin{pmatrix} 0 \\ 1 \end{pmatrix} \right\} \tag{8.45}$$

Vektorraumbasen 88

eine Orthonormalbasis von \mathbb{R}^2 , denn B_1 besteht aus zwei Vektoren und es gelten

$$\left\langle \begin{pmatrix} 1\\0 \end{pmatrix}, \begin{pmatrix} 1\\0 \end{pmatrix} \right\rangle = 1 \cdot 1 + 0 \cdot 0 = 1 + 0 = 1 \tag{8.46}$$

sowie

$$\left\langle \begin{pmatrix} 0\\1 \end{pmatrix}, \begin{pmatrix} 0\\1 \end{pmatrix} \right\rangle = 0 \cdot 0 + 1 \cdot 1 = 0 + 1 = 1 \tag{8.47}$$

und

$$\left\langle \begin{pmatrix} 1\\0 \end{pmatrix}, \begin{pmatrix} 0\\1 \end{pmatrix} \right\rangle = 1 \cdot 0 + 0 \cdot 1 = 0 + 0 = 0 \tag{8.48}$$

Für allgemeine reelle Vektorräume werden Basen der Form von B_1 mit dem Begriff der kanonischen Basis speziell ausgezeichnet.

Definition 8.14 (Kanonische Basis und kanonische Einheitsvektoren). Die Orthonormalbasis

$$B:=\left\{e_1,...,e_m|e_{i_j}=1 \text{ für } i=j \text{ und } e_{i_j}=0 \text{ für } i\neq j\right\}\subset\mathbb{R}^m \tag{8.49}$$

heißt die kanonische Basis von \mathbb{R}^m und die e_{i_j} heißen kanonische Einheitsvektoren.

 B_1 aus Beispiel (1) ist also die kanonische Basis von \mathbb{R}^2 .

Die kanonische Basis von \mathbb{R}^3 ist

$$B := \left\{ \begin{pmatrix} 1\\0\\0 \end{pmatrix}, \begin{pmatrix} 0\\1\\0 \end{pmatrix}, \begin{pmatrix} 0\\0\\1 \end{pmatrix} \right\}. \tag{8.50}$$

Allerdings gibt es auch nicht kanonische Orthonormalbasen. Dazu betrachten wir ein weiteres Beispiel

Beispiel (2)

Es ist auch

$$B_2 := \left\{ \begin{pmatrix} \frac{1}{\sqrt{2}} \\ \frac{1}{\sqrt{2}} \end{pmatrix}, \begin{pmatrix} -\frac{1}{\sqrt{2}} \\ \frac{1}{\sqrt{2}} \end{pmatrix} \right\} \tag{8.51}$$

eine Orthonormalbasis von \mathbb{R}^2 , denn B_2 besteht aus zwei Vektoren und es gelten

$$\left\langle \begin{pmatrix} \frac{1}{\sqrt{2}} \\ \frac{1}{\sqrt{2}} \end{pmatrix}, \begin{pmatrix} \frac{1}{\sqrt{2}} \\ \frac{1}{\sqrt{2}} \end{pmatrix} \right\rangle = \frac{1}{\sqrt{2}} \cdot \frac{1}{\sqrt{2}} + \frac{1}{\sqrt{2}} \cdot \frac{1}{\sqrt{2}} = \frac{1}{2} + \frac{1}{2} = 1, \tag{8.52}$$

sowie

$$\left\langle \begin{pmatrix} -\frac{1}{\sqrt{2}} \\ \frac{1}{\sqrt{2}} \end{pmatrix}, \begin{pmatrix} -\frac{1}{\sqrt{2}} \\ \frac{1}{\sqrt{2}} \end{pmatrix} \right\rangle = \begin{pmatrix} -\frac{1}{\sqrt{2}} \end{pmatrix} \cdot \begin{pmatrix} -\frac{1}{\sqrt{2}} \end{pmatrix} + \frac{1}{\sqrt{2}} \cdot \frac{1}{\sqrt{2}} = \frac{1}{2} + \frac{1}{2} = 1 \tag{8.53}$$

und

$$\left\langle \begin{pmatrix} -\frac{1}{\sqrt{2}} \\ \frac{1}{\sqrt{2}} \end{pmatrix}, \begin{pmatrix} \frac{1}{\sqrt{2}} \\ \frac{1}{\sqrt{2}} \end{pmatrix} \right\rangle = -\frac{1}{\sqrt{2}} \cdot \frac{1}{\sqrt{2}} + \frac{1}{\sqrt{2}} \cdot \frac{1}{\sqrt{2}} = -\frac{1}{2} + \frac{1}{2} = 0 \tag{8.54}$$

Wir visualisieren die beiden Orthonormalbasen B_1 und B_2 von \mathbb{R}^2 in Abbildung 8.8.

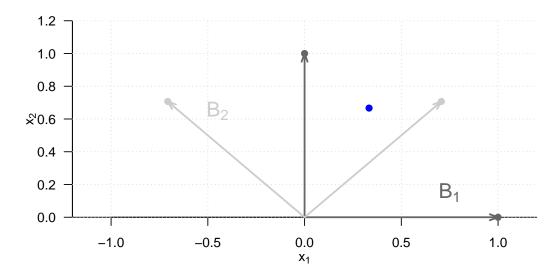


Abbildung 8.8. Zwei Basen von \mathbb{R}^2

8.5. Selbstkontrollfragen

- 1. Geben Sie die Definition eines Vektorraums wieder.
- 2. Geben Sie die Definition des reellen Vektorraums wieder.
- 3. Es seien

$$x := \begin{pmatrix} 2 \\ 1 \end{pmatrix}, y := \begin{pmatrix} 0 \\ 1 \end{pmatrix} \text{ und } a := 2.$$
 (8.55)

Berechnen Sie

$$v = a(x+y) \text{ und } w = \frac{1}{a}(y-x)$$
 (8.56)

- 4. Geben Sie die Definition des Skalarproduktes auf \mathbb{R}^m wieder.
- 5. Für

$$x := \begin{pmatrix} 2\\1\\3 \end{pmatrix}, y := \begin{pmatrix} 1\\0\\1 \end{pmatrix}, z := \begin{pmatrix} 3\\1\\0 \end{pmatrix} \tag{8.57}$$

berechnen Sie

$$\langle x, y \rangle, \langle x, z \rangle, \langle y, z \rangle$$
 (8.58)

- 6. Geben Sie die Definition des Euklidischen Vektorraums wieder.
- 7. Geben Sie die Definition der Länge eines Vektors im Euklidischen Vektorraum wieder,
- 8. Berechnen Sie die Längen der Vektoren x, y, z aus Gleichung 8.57.
- 9. Geben Sie Definition des Abstands zweier Vektoren im Euklidischen Vektorraum wieder.
- 10. Berechnen Sie d(x, y), d(x, z) und d(y, z) für x, y, z aus Gleichung 8.57.
- 11. Geben Sie die Definition des Winkels zwischen zwei Vektoren im Euklidischen Vektorraum wieder.
- 12. Berechnen Sie die Winkel zwischen den Vektoren x und y, x und z, sowie y und z aus Gleichung 8.57.
- 13. Geben Sie die Definitionen der Orthogonalität und Orthonormalität von Vektoren wieder.
- 14. Geben Sie die Definition der Linearkombination von Vektoren wieder.
- 15. Geben Sie die Definition der linearen Unabhängigkeit von Vektoren wieder.

- 16. Woran kann man erkennen, ob zwei reelle Vektoren linear abhängig sind oder nicht?
- 17. Geben Sie die Definition der linearen Hülle einer Menge von Vektoren wieder.
- 18. Geben Sie die Definition der Basis eines Vektorraums wieder.
- 19. Geben Sie das Theorem zu den Eigenschaften von Vektorraumbasen wieder.
- 20. Geben Sie die Definition der Basisdarstellung eines Vektors wieder.
- 21. Geben Sie die Definition eien
r Orthonormalbasis von \mathbb{R}^m wieder.
- 22. Geben Sie die Definition der kanonischen Basis von \mathbb{R}^m wieder.

Teil II. Wahrscheinlichkeitstheorie

Vorbemerkungen

Die Wahrscheinlichkeitstheorie ist ein mathematisches Modell zur Beschreibung von und zum quantitativen Schlussfolgern über Zufallsvorgänge der Wirklichkeit (Abbildung 8.9). Unter Zufallsvorgängen verstehen wir dabei alle Phänomene, die von uns nicht mit absoluter Sicherheit vorhergesagt werden können, deren Ergebnis also mit Unsicherheit behaftet ist. Offensichtliche und vertraute Beispiele für Zufallsvorgänge sind das Werfen eines Würfels oder einer Münze. Allerdings ist der Begriff des Zufallsvorgangs und damit der Anwendungsbereich der Wahrscheinlichkeitstheorie als sehr viel weiter gefasst zu verstehen. Nicht mit vollständiger Sicherheit vorhersagbar und damit mit Unsicherheit behaftet sind zum Beispiel auch der Ausgang einer Wahl, das morgige Wetter, der Messwert einer EEG-Elektrode zu einem bestimmten Zeitpunkt nach Applikation eines Reizes, oder der Effekt einer Psychotherapieintervention auf den Gesundheitszustand einer Patient:in. Beginnt man darüber nachzudenken, welche Phänomene der Wirklichkeit mit Unsicherheit behaftet sind, so fällt es schwer, nichttriviale Phänomene anzugeben, hinsichtlich deren Ergebnis man vollständige Sicherheit besitzt.

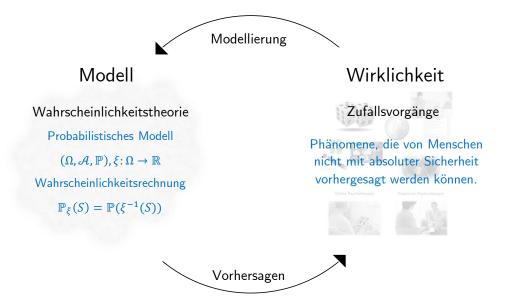


Abbildung 8.9. Wahrscheinlichkeitstheorie als Modell von Zufallsvorgängen. Ausgangspunkt der Wahrscheinlichkeitstheorie ist die Absicht, über einen Zufallsvorgang, also ein mit Unsicherheit behaftetes Phänomen der Wirklichkeit, logisch-quantitative Schlüsse zu ziehen. Die Repräsentation zentraler Aspekte des Zufallsvorgang mithilfe wahrscheinlichkeitstheoretischer Begrifflichkeiten bezeichnet man als Modellierung. Das wahrscheinlichkeitstheoretische Modell selbst garantiert dann im Sinne der Wahrscheinlichkeitsrechnung die Korrektheit logisch-quantitativer Schlussfolgerungen, welche zur Vorhersage von Aspekten des Zufallsvorgangs genutzt werden können.

Als mathematisches Modell von Zufallsvorgängen erlaubt die Wahrscheinlichkeitstheorie insbesondere das vernunftbasierte, quantitative Schlussfolgern über Zufallsvorgänge. Dies schlägt sich primär in der sogenannten Wahrscheinlichkeitsrechnung nieder. Quantitative Schlussfolgerungen der Wahrscheinlichkeitsrechnung haben beispielsweise folgende Form: Wenn ich annehme, dass das Ereignis A mit Wahrscheinlichkeit x und Ereignis B mit Wahrscheinlichkeit y eintritt, dann ergibt sich für die Wahrscheinlichkeit von Ereignis C eine Wahrscheinlichkeit von z. Dabei ist der Schluss auf die Wahrscheinlichkeit von C logisch-mathematisch abgesichert, in dem Sinne wie zum Beispiel logisch-mathematisch

abgesichert ist, dass 1+1=2 ist. Ob die Annahmen hinsichtlich der Wahrscheinlichkeiten von A und B aber den Gegebenheiten des Zufallsvorgangs in der Wirklichkeit entsprechen, darüber macht die Wahrscheinlichkeitstheorie keine Aussagen.

Die Wahrscheinlichkeitstheorie selbst bedient sich dabei der mathematischen Theorie der Mengen und Funktionen. Spätestens seit Kolmogoroff (1933) herrscht dabei ein axiomatischer Zugang vor: Man fragt in der Wahrscheinlichkeitstheorie selbst nicht, was denn eine Wahrscheinlichkeit sei oder inwieweit die Vorhersagen der Wahrscheinlichkeitstheorie mit der Wirklichkeit übereinstimmen, sondern versucht ein in sich schlüssiges formal-mathematisches System von unbegründeten, aber intuitiv plausiblen, Grundannahmen und ihren Folgerungen zu entwickeln. Ausgangspunkt dieser Entwicklung ist das Wahrscheinlichkeitsraummodell eines Zufallsvorgangs, das wir in Kapitel 9 einführen werden. In der Tat gibt es neben dem formal-mathematischen System der Wahrscheinlichkeitstheorie bis heute mathematisch-philosophische Diskussionen darüber, was genau denn unter dem Begriff der "Wahrscheinlichkeit eines Ereignisses" zu verstehen ist (vgl. Hájek (2019)). Dabei sind grob gesagt zwei etwas gegensätzliche Interpretationen vorherrschend, die sogenannte Frequentistische Interpretation und die sogenannte Bayesianische Interpretation.

Nach der Frequentistischen Interpretation ist die Wahrscheinlichkeit eines Ereignisses die idealisierte relative Häufigkeit, mit der ein Ereignis unter den gleichen äußeren Bedingungen einzutreten pflegt. Zum Beispiel ist die Frequentistische Interpretation der Aussage "Mit einer Wahrscheinlichkeit von 1/6 zeigt der Würfel im nächsten Wurf eine 2" die folgende: "Wenn man einen Würfel unendlich oft werfen würde und dabei die relative Häufigkeit des Ereignisses, dass der Würfel eine 2 zeigt, bestimmen würde, dann wäre diese relative Häufigkeit gleich 1/6". Man beachte bei dieser Interpretation, dass man de-facto die Wahrscheinlichkeit eines Ereignisses nicht empirisch bestimmen kann, da man einen Würfel nicht unendlich oft werfen kann. Natürlich kann man die Wahrscheinlichkeit in dieser Interpretation aber empirisch schätzen. Schätzvorgänge selbst wiederrum sind allerdings kein Teil der Wahrscheinlichkeitstheorie, sondern der Frequentistischen oder Bayesianischen Inferenz.

Nach der Bayesianischen Interpretation ist die Wahrscheinlichkeit eines Ereignisses der Grad der Sicherheit, den eine Beobachter:in aufgrund ihrer subjektiven Einschätzung der Lage dem Eintreten des Ereignisses A zumisst. Zum Beispiel ist die Bayesianische Interpretation der Aussage "Mit einer Wahrscheinlichkeit von 1/6 zeigt der Würfel im nächsten Wurf eine Zwei" dann etwa die folgende: "Basierend auf meiner eigenen und der tradierten Erfahrung mit dem Werfen eines Würfels bin ich mir zu 16.6% sicher, dass der Würfel beim nächsten Wurf eine Zwei zeigt."

In Modellen von tatsächlich zumindest unter ähnlichen Umständen wiederholbaren Zufallsvorgängen wie dem Werfen eines Würfels ist der Unterschied zwischen Frequentistischer und Bayesianischer Interpretation oft eher subtil. Es gibt aber wie oben angedeutet viele Zufallsvorgänge, die mit Wahrscheinlichkeiten beschrieben werden können, bei denen aufgrund ihrer Einmaligkeit eine Frequentistische Interpretation nicht angemessen ist. Zum Beispiel machen Aussagen der Form "Die Wahrscheinlichkeit dafür, dass die weltweiten Hitzerekorde im Jahr 2023 nicht auf den Klimawandel zurückzuführen sind, ist kleiner als 0.01" (vgl. Philip et al. (2020)) nur unter der Bayesianischen Interpretation Sinn, da es sich bei den Wetteraufzeichnungen des Jahres 2023 um ein einmaliges, nicht wiederholbares Ereignis handelt.

Obwohl also die Interpretation des Begriffes der Wahrscheinlichkeit durchaus nicht eindeutig ist, unterscheiden sich die formalen Definitionen und Rechenregeln für Wahrscheinlichkeiten nicht. Sowohl die Frequentistische als auch die Bayesianische Inferenz, auf die wir an späterer Stelle eingehen, haben mit der Wahrscheinlichkeitstheorie also ein identisches mathematisches Bezugssystem und gemeinsames Fundament.

9. Wahrscheinlichkeitsräume

Ein Wahrscheinlichkeitsraum ist ein sehr allgemein gehaltenes formal-mathematisches Modell eines Zufallsvorgangs. Die zentrale Bedeutung dieses Modells für die Wahrscheinlichkeitstheorie und probabilistische Inferenz ergibt sich daraus, dass das Wahrscheinlichkeitsraummodell eine Anleitung dafür gibt, wie man beliebige Zufallsvorgänge über die man quantitativ schlussfolgern möchte, in das formal-mathematische System der Wahrscheinlichkeitstheorie übersetzen kann. Gleichzeitig garantiert das Wahrscheinlichkeitsraummodell und die auf ihm aufgebauten Konzepte, dass die Mechanik der Wahrscheinlichkeitsrechnung zu logisch sinnvollen quantitativen Schlüssen über Zufallsvorgänge der Wirklichkeit führen. In diesem Kapitel führen den Begriff des Wahrscheinlichkeitsraums ein (Kapitel 9.1) und geben dann mithilfe von Wahrscheinlichkeitsfunktionen (Kapitel 9.2) erste Beispiele für die Modellierung von Zufallsvorgängen durch Wahrscheinlichkeitsräume (Kapitel 9.3).

9.1. Definition und erste Eigenschaften

Wir beginnen mit der Definition des Wahrscheinlichkeitsraummodells nach Kolmogoroff (1933), das wir dann nachfolgend in seinen Einzelteilen aus Frequentistischer Perspektive erläutern wollen.

Definition 9.1 (Wahrscheinlichkeitsraum). Ein Wahrscheinlichkeitsraum ist ein Triple $(\Omega, \mathcal{A}, \mathbb{P})$, wobei

- Ω eine beliebige nichtleere Menge von Ergebnissen ω ist und Ergebnismenge heißt,
- \mathcal{A} eine Menge von Teilmengen von Ω mit den Eigenschaften
 - $-\Omega \in \mathcal{A},$
 - für alle $A \in \mathcal{A}$ gilt, dass auch $A^c := \Omega \setminus A \in \mathcal{A}$ ist,
 - aus $A_1, A_2, \ldots \in \mathcal{A}$ folgt, dass auch $\bigcup_{i=1}^{\infty} A_i \in \mathcal{A}$ ist,
ist, σ -Algebra auf Ω genannt wird und Ereignissystem heißt,
- \mathbb{P} eine Abbildung der Form $\mathbb{P}: \mathcal{A} \to [0,1]$ mit den Eigenschaften
 - $-\mathbb{P}(A) \geq 0$ für alle $A \in \mathcal{A}$ (Nicht-Negativität),
 - $-\mathbb{P}(\Omega) = 1$ (Normiertheit) und
 - $\ \mathbb{P}(\cup_{i=1}^{\infty}A_i) = \sum\limits_{i=1}^{\infty}\mathbb{P}(A_i)$ für paarweise disjunkte $A_i \in \mathcal{A} \ (\sigma\text{-}Additivit"at)$ ist und $Wahrscheinlichkeitsma\beta$ heißt.

•

Ergebnismenge und Mechanik

Wir beginnen mit Erläuterungen zum Begriff der Ergebnismenge Ω und der impliziten Mechanik des Wahrscheinlichkeitsraummodells. Um den Einstieg zu erleichtern betrachten wir im Folgenden zunächst vor allem endliche Wahrscheinlichkeitsräume, bei denen die Kardinalität von Ω nicht unendlich groß ist. Es sei also $|\Omega| < \infty$, Ω habe also nur endlich viele Elemente. Zum Modellieren des Werfen eines Würfels könnte man zum Beispiel $\Omega := \{1, 2, 3, 4, 5, 6\}$ definieren.

Hinter der formalen Definition des Wahrscheinlichkeitsraummodells stehen folgende Frequentistisch-geprägten Annahmen über seine Mechanik als Modell eines Zufallsvorgangs. Wir stellen uns zunächst sequentielle Durchgänge eines Zufallsvorgangs vor, also zum Beispiel das wiederholte Werfen eines Würfels. Nach Annahme des Wahrscheinlichkeitsraummodells wird in jedem dieser Durchgänge genau ein ω aus Ω realisiert, also als tatsächlich vorliegend ausgewählt. Wirft man zum Beispiel einen Würfel und fällt eine Zwei, so sagt man, dass eine Zwei realisiert wurde. Die Wahrscheinlichkeit, mit der ein ω aus Ω in einem Durchgang realisiert wird, wird durch den Wert $\mathbb{P}(\{\omega\}) \in [0,1]$ beschrieben. Ist zum Beispiel $\mathbb{P}(\{\omega\}) = 1$, so wird dieses ω in jedem Durchgang des Zufallsvorgangs realisiert; ist $\mathbb{P}(\{\omega\}) = 0$, so wird dieses ω in keinem Durchgang des Zufallsvorgangs realisiert; und ist $\mathbb{P}(\{\omega\}) = 1/2$, so wird ω in etwa der Hälfte der Durchgänge des Zufallsvorgangs realisiert. Beim Modell des Werfens eines fairen Würfels nimmt man üblicherweise $\mathbb{P}(\{\omega\}) = 1/6$ für alle $\omega \in \Omega$ an. Hier könnte zum Beispiel im ersten Durchgang eine Vier realisiert werden, im zweiten Durchgang eine Eins, im dritten Durchgang eine Fünf, dann vielleicht wieder eine Vier und so weiter.

Ereignisse und Ereignissystem

Den Begriff des Ereignisses $A \in \mathcal{A}$ stellt man sich am besten als konzeptionelle Zusammenfassung ein oder mehrerer Ergebnisse vor. Beim Werfen eines Würfels sind mögliche Ereignisse zum Beispiel "Es fällt eine gerade Augenzahl", das heißt $\omega \in \{2,4,6\}$; "Es fällt eine Augenzahl größer als Zwei", das heißt $\omega \in \{3,4,5,6\}$; oder etwa "Es fällt eine Eins oder eine Fünf", das heißt $\omega \in \{1,5\}$. Man beachte, dass zum Beispiel das Ereignis "Es fällt eine gerade Augenzahl" vor dem Hintergrund der Mechanik des Wahrscheinlichkeitsraums genau dann eintritt, wenn in einem Durchgang des Zufallsvorgangs Werfen eines Würfels das realisierte ω ein Element der Menge $\{2,4,6\}$ ist, wenn also zum Beispiel eine Vier fällt. Man mag das Eintreten des Ereignisses "Es fällt eine Augenzahl größer als Zwei" also auch lesen als "In einem Durchgang des Zufallsvorgangs Werfen eines Würfels wird ein Element von {3,4,5,6} realisiert", d.h. konkret fällt entweder eine Drei, eine Vier, eine Fünf oder eine Sechs. Natürlich sind auch die Ergebnisse $\omega \in \Omega$ selbt mögliche Ereignisse, so dass zum Beispiel folgende Interpretationen gelten: Das Ereignis "Es fällt eine Eins" entspricht der Realisation $\omega \in \{1\}$ und das Ereignis "Es fällt eine Sechs" entspricht der Realisation $\omega \in \{6\}$. Betrachtet man in diesem Zusammenhang ein Ergebnis $\omega \in \Omega$ als Ereignis, so nennt man es Elementarereignis und schreibt es als einelementige Menge $\{\omega\}$.

Insgesamt entspricht dieses Vorgehen zur Beschreibung zufälliger Ereignisse dem inhärenten Ziel der Definition des Wahrscheinlichkeitsraums. Kolmogoroff (1933) schreibt dazu "Wir haben die eigentlichen Objekte unserer weiteren Betrachtungen - die zufälligen Ereignisse - als Mengen definiert." Dies hat den Vorteil, dass Mengen mathematische Objekte sind, mit denen mathematisch gearbeitet werden kann und damit ein Aspekt der

Wirklichkeit, ein "zufälliges Ereignis", in den Modellbereich der Mathematik übersetzt wurde.

Alleiniger Sinn des Ereignissystems \mathcal{A} ist es nun, alle Ereignisse, die sich basierend auf einer gegebenen Ergebnismenge bei Auswahl eines $\omega \in \Omega$ ergeben können, mathematisch zu repräsentieren. Es soll also keine Ereignisse in der Wirklichkeit geben, die nicht im Vorhinein im Wahrscheinlichkeitsraummodells des Zufallsvorgangs mitgedacht wurden. Wäre dies der Fall, so wäre das Modell defizitär, da es für bestimmte, in der Wirklichkeit eintretende Ergeignisse keine Wahrscheinlichkeiten angeben könnte. Das Ereignissystem \mathcal{A} soll also die vollständige Menge aller möglichen Ereignisse bei vorgegebenem Ω sein. Die Forderung, dass \mathcal{A} zu diesem Zweck die sogenannten σ -Algebra Kriterien erfüllen soll, begründet sich dabei intuitiv wie folgt.

- Es soll zunächst einmal sichergestellt sein, dass $\omega \in \Omega$ für ein beliebiges ω , dass also irgendein Ergebnis realisiert wird, eines der möglichen Ereignisse ist. Dies entspricht der Eigenschaft $\Omega \in \mathcal{A}$.
- Zu jedem Ereignis soll es weiterhin auch möglich sein, dass dieses Ereignis gerade nicht eintritt. Dies entspricht der Eigenschaft, dass aus $A \in \mathcal{A}$ folgen soll, dass $A^c := \Omega \setminus A$ auch in \mathcal{A} ist. Dies impliziert insbesondere auch, dass $\emptyset = \Omega \setminus \Omega \in \mathcal{A}$. Ein Ereignis ist also, dass kein Elementarereignis eintritt, allerdings passiert dies nur mit Wahrscheinlichkeit Null, $\mathbb{P}(\emptyset) = 0$. Es tritt also sicher immer zumindest ein Elementarereignis ein.
- Schließlich soll die Kombination von Ereignissen auch immer ein Ereignis sein. Bei der Modellierung des Werfen eines Würfels soll also zum Beispiel neben den Ereignissen "Es fällt eine gerade Zahl" und "Es fällt eine Zahl größer Zwei" auch das Ereignis "Es fällt eine gerade Zahl und/oder diese Zahl ist größer als Zwei" ein Ereignis sein. Dies entspricht, in allgemeinster Form, dass aus $A_1, A_2, ... \in \mathcal{A}$ folgen soll, dass auch $\bigcup_{i=1}^{\infty} A_i \in \mathcal{A}$ ist.

Wenn auch die Begriffe des Ereignissystems und der σ -Algebra etwas abstrakt anmuten mögen, so stellt ihre Definition in der praktischen Modellierung von Zufallsvorgängen meist keine großen Herausforderung dar, da sowohl für endliche Ergebnismengen als auch für unendliche (abzählbare und überabzählbare) Ergebnismengen passende Ereignissysteme schon lange bekannt sind. So erfüllt bei Ergebnismengen mit endlicher Kardinalität die Potenzmenge der Ergebnismenge immer die Anforderungen eines Ereignissystems und kann immer zur Modellformulierung eines Zufallsvorgangs mit endlicher Ergebnismenge genutzt werden. Dies ist die Aussage folgenden Theorems.

Theorem 9.1 (Ereignissystem bei endlicher Ergebnismenge). $\Omega := \{\omega_1, \omega_2, ..., \omega_n\}$ mit $n \in \mathbb{N}$ sei eine endliche Menge. Dann ist die Potenzmenge $\mathcal{P}(\Omega)$ von Ω eine σ -Algebra auf Ω und damit ein geeignetes Ereignisssytem im Wahrscheinlichkeitsraummodell.

0

Beweis. Die Potenzmenge von Ω ist die Menge aller Teilmengen von Ω . Wir überprüfen die σ -Algebra Eigenschaften. Zunächst gilt, dass Ω selbst eine der Teilmengen von Ω ist, also ist die erste σ -Algebra Eigenschaft erfüllt. Sei nun A eine Teilmenge von Ω . Dann ist auch $A^c = \Omega \setminus A$ eine Teilmenge von Ω und somit ist auch die zweite σ -Algebra Eigenschaft erfüllt. Schließlich betrachten wir die Vereinigung von n Teilmengen $A_1, A_2, ..., A_n \subseteq \Omega$. Dann ist $\bigcup_{i=1}^n A_i$ die Menge der $\omega \in \Omega$ für die gilt, dass $\omega \in A_1$ und/oder $\omega \in A_2$... und/oder $\omega \in A_n$. Da für alle diese ω gilt, dass $\omega \in \Omega$ ist also auch $\bigcup_{i=1}^n A_i$ eine Teilmenge von Ω und damit auch die dritte σ -Algebra Eigenschaft erfüllt. Die Potenzmenge erfüllt also die geforderten Eigenschaften an ein Ereignissystem.

Bei überabzählbaren Ergebnismengen wie den reellen Zahlen \mathbb{R} oder dem n-dimensionalen reellen Raum \mathbb{R}^n ist die Konstruktion eines geeigneten Ereignissystems komplexer, so dass wir in dieser Hinsicht für formale Entwicklungen auf die weiterführende Literatur verweisen wollen (z.B. Meintrup & Schäffler (2005), Schmidt (2009)). Mit der auf Borel (1898) zurückgehenden sogenannten Borelschen σ -Algebra ist jedoch ein Mengensystem bekannt, das den Anforderungen einer σ -Algebra auf überabzähbaren Ergebnismengen genügt. Wir bezeichnen die Borelsche σ -Algebra auf \mathbb{R}^n mit $\mathcal{B}(\mathbb{R})$ und die Borelsche σ -Algebra auf \mathbb{R}^n mit $\mathcal{B}(\mathbb{R})$ und die Borelsche $\mathcal{B}(\mathbb{R})$ bzw. $\mathcal{B}(\mathbb{R}^n)$ alle Mengen, an denen man hinsichtlich ihrer durch \mathbb{R} zugeordneten Wahrscheinlichkeit interessiert sein mag. Intuitiv mag man sich die Borelschen σ -Algebra $\mathcal{B}(\mathbb{R})$ und $\mathcal{B}(\mathbb{R}^n)$ also als die Potenzmengen von \mathbb{R} bzw. \mathbb{R}^n denken, auch wenn dies formal falsch ist. Tatsächlich enthält die Borelsche σ -Algebra nur Teilmengen, die durch abzählbare Mengenoperationen generiert werden, nicht aber durch überabzählbare.

Insgesamt ergibt sich also folgendes Vorgehen zur Auswahl von Ereignissystemen in Abhängigkeit von der Ergebnismenge Ω . Ist Ω endlich, so wählt man als Ereignissystem \mathcal{A} die Potenzmenge $\mathcal{P}(\Omega)$ von Ω . Ist Ω gegeben durch \mathbb{R} , so wählt man als Ereignissystem \mathcal{A} die Borelsche σ -Algebra $\mathcal{B}(\mathbb{R})$. Ist Ω schließlich gegeben durch \mathbb{R}^n , so wählt man für \mathcal{A} die Borelsche σ -Algebra $\mathcal{B}(\mathbb{R}^n)$. In Spezialfällen und für sehr spezielle Ergebnismengen Ω mag man von diesem Vorgehen abweichen wollen, allgemein decken die drei betrachteten Fälle jedoch die meisten Anwendungen ab.

Wahrscheinlichkeitsmaß P

Mit Ω und \mathcal{A} , die in Tupleform (Ω, \mathcal{A}) auch als *Messraum* bezeichnet werden, haben wir bisher die *strukturelle Basis* eines Wahrscheinlichkeitsraummodells genauer betrachtet. Viele Wahrscheinlichkeitsräume, zum Beispiel für Zufallsvorgänge die reellen Zahlen betreffend, sind hinsichtlich ihres Messraums identisch. Das *Wahrscheinlichkeitsmaß* $\mathbb P$ nun repräsentiert die probabilistischen Charakteristika eines Wahrscheinlichkeitsraummodells und formt damit die *funktionelle Basis* eines Wahrscheinlichkeitsraummmodells. Wir werden im Folgenden, insbesondere nach Einführung der Begriffe der Zufallsvariablen und Zufallsvektoren, sehr viele verschiedene Wahrscheinlichkeitsmaße kennenlernen. An dieser Stelle wollen wir zunächst nur allgemeine Eigenschaften von Wahrscheinlichkeitsmaßen betrachten.

Mit der Definition

$$\mathbb{P}: \mathcal{A} \to [0,1], A \mapsto \mathbb{P}(A) \tag{9.1}$$

gilt zunächst einmal, dass ein Wahrscheinlichkeitsmaß auf einer Menge von Mengen definiert ist und den Elementen dieser Menge, also den Mengen $A \in \mathcal{A}$, Wahrscheinlichkeiten also Werte im Intervall [0,1], zuordnet. Natürlich gilt mit $\{\omega\} \in \mathcal{A}$ für alle $\omega \in \Omega$, dass $\mathbb P$ auch den Elementareignissen Wahrscheinlichkeiten zuordnet, aber eben nicht nur. Wir betonen auch, dass nach Definition die Wahrscheinlichkeit $\mathbb P(A)$ eines Ereignisses $A \in \mathcal A$ eine Zahl im Intervall [0,1] ist und nicht etwa eine Prozentzahl oder ein Verhältnis. Wir wollen nachfolgend die definierenden Eigenschaften der Nicht-Negativität, der Normiertheit und der σ -Additivität von $\mathbb P$ näher beleuchten.

Die Nicht-Negativität $\mathbb{P}(A) \geq 0$ für alle $A \in \mathcal{A}$ ist natürlich in der Definition [0,1] der Zielmenge von \mathbb{P} implizit. Tatsächlich ist die Abbildungsform von \mathbb{P} eine von uns

vorgenommene Ergänzung der Formulierung von Kolmogoroff (1933), die der Klarheit dienen soll. Formal folgt die Form der Zielmenge von \mathbb{P} eigentlich aus den definierenden Eigenschaften der Nicht-Negativität, Normiertheit, und σ -Additivität von \mathbb{P} .

Die Normiertheit $\mathbb{P}(\Omega)=1$ entspricht der Tatsache, dass in jedem Durchgang eines Zufallsvorgangs sicher gilt, dass ein realisiertes ω ein Element von Ω ist. In jedem Durchgang eines Zufallsvorgangs tritt also ein Elementarereignis ein und, je nach Beschaffenheit des Messraums, noch viele weitere. Beim Modell des Werfen eines Würfels gilt also, dass das in einem Durchgang des Zufallsvorgangs realisierte Ergebnis/Elementarereignis mit Wahrscheinlichkeit 1 ein Element von $\Omega := \{1, 2, 3, 4, 5, 6\}$ ist. Ist das realisierte Ergebnis zum Beispiel eine Eins, so treten neben dem Ereignis "Es fällt eine Eins" auch noch die Ereignisse "Eine ungerade Zahl fällt", "Eine Zahl kleiner als Drei fällt", "Eine ungerade Zahl kleiner als Drei fällt" und viele weitere ein.

Die σ -Additivität des Wahrscheinlichkeitsmaßes \mathbb{P} schließlich bildet das Fundament der Wahrscheinlichkeitsrechnung, also die Grundlage für das Rechnen mit Wahrscheinlichkeiten. Die σ -Additivität von \mathbb{P} erlaubt es nämlich, aus bereits bekannten Ereigniswahrscheinlichkeiten die Wahrscheinlichkeiten anderer Ereignisse zu berechnen. Man kann damit basierend auf einer Definition von Ω , \mathcal{A} und \mathbb{P} also Wahrscheinlichkeiten für alle möglichen Ereignisse eines Wahrscheinlichkeitsraummodells berechnen. Ob diese Wahrscheinlichkeiten nun aber tatsächlich etwas mit den realen Ereignissen bezüglich eines Zufallsvorgangs der Wirklichkeit zu tun haben, kommt darauf an, ob die Modellierung einigermaßen gelungen ist oder nicht. Dabei werden berechnete Wahrscheinlichkeiten aber zumindest rational, also nach den Regeln der Vernunft, d.h. der Logik und der Mathematik, bestimmt. Insgesamt erlaubt das Wahrscheinlichkeitsmodell damit das schlussfolgernde Nachdenken über mit Unsicherheit behaftete Phänomene.

Wir wollen abschließend das auf der σ -Addivitität von \mathbb{P} beruhende Rechnen mit Wahrscheinlichkeiten noch an zwei grundlegenden Beispielen verdeutlichen.

Das erste Beispiel besagt, dass die Wahrscheinlichkeit dafür, dass das in einem Durchgang eines Zufallsvorgangs realisierte ω kein Element der Ergebnismenge ist, gleich Null ist.

Theorem 9.2 (Wahrscheinlichkeit des unmöglichen Ereignisses). $(\Omega, \mathcal{A}, \mathbb{P})$ sei ein Wahrscheinlichkeitsraum. Dann gilt

$$\mathbb{P}(\emptyset) = 0. \tag{9.2}$$

0

Beweis. Für $i=1,2,\ldots$ sei $A_i:=\emptyset$. Dann ist A_1,A_2,\ldots eine Folge disjunkter Ereignisse, weil gilt, dass $\emptyset\cap\emptyset=\emptyset$ und es ist $\cup_{i=1}^\infty A_i=\emptyset$. Mit der σ-Additivität von $\mathbb P$ folgt dann, dass

$$\mathbb{P}(\emptyset) = \mathbb{P}\left(\cup_{i=1}^{\infty} A_i\right) = \sum_{i=1}^{\infty} \mathbb{P}\left(A_i\right) = \sum_{i=1}^{\infty} \mathbb{P}\left(\emptyset\right). \tag{9.3}$$

Das unendliche Aufaddieren der Zahl $\mathbb{P}(\emptyset) \in [0,1]$ soll also wieder $\mathbb{P}(\emptyset)$ ergeben. Dies ist aber nur möglich, wenn $\mathbb{P}(\emptyset) = 0$.

Man beachte, dass hier intuitiv natürlich eine mögliche Unzulänglichkeit des Wahrscheinlichkeitsraums als Modell für Zufallsvorgänge in der Wirklichkeit auftritt: Fällt beim Würfelspiel der Würfel zum Beispiel unerreichbar unter das Sofa, so ist ein

Elementarereignis $\omega \notin \Omega$ eingetreten, obwohl seine modellierte Wahrscheinlichkeit gleich Null ist.

Als zweites Beispiel wollen wir zeigen, dass die σ -Additivät, die in der Definition des Wahrscheinlichkeitsraums (nur) für die Vereinigung unendlich vieler disjunkter Ereignisse definiert ist, die σ -Additivät endlich vieler disjunkter Ereignisse, wie sie in in der Anwendung oft vorkommen, impliziert.

Theorem 9.3 (σ -Additivität bei endlichen Folgen disjunkter Ereignisse). $(\Omega, \mathcal{A}, \mathbb{P})$ sei ein Wahrscheinlichkeitsraum und $A_1, ..., A_n$ sei eine endliche Folge paarweise disjunkter Ereignisse. Dann gilt

$$\mathbb{P}(\cup_{i=1}^{n} A_i) = \sum_{i=1}^{n} \mathbb{P}(A_i). \tag{9.4}$$

0

Beweis. Wir betrachten eine unendliche Folge von paarweise disjunkten Ereignissen A_1, A_2, \dots wobei für ein $n \in \mathbb{N}$ gelten soll, dass $A_i := \emptyset$ für i > n. Dann gilt mit der σ -Additivität von \mathbb{P} zunächst, dass

$$\mathbb{P}\left(\cup_{i=1}^{n}A_{i}\right)=\mathbb{P}\left(\cup_{i=1}^{\infty}A_{i}\right)=\sum_{i=1}^{\infty}\mathbb{P}\left(A_{i}\right)=\sum_{i=1}^{n}\mathbb{P}\left(A_{i}\right)+\sum_{i=n+1}^{\infty}\mathbb{P}\left(A_{i}\right).\tag{9.5}$$

Mit $\mathbb{P}\left(A_i\right)=\mathbb{P}(\emptyset)=0$ für $i=n+1,n+2,\dots$ folgt dann direkt

$$\mathbb{P}\left(\cup_{i=1}^{n}A_{i}\right)=\sum_{i=1}^{n}\mathbb{P}\left(A_{i}\right)+0=\sum_{i=1}^{n}\mathbb{P}\left(A_{i}\right).\tag{9.6}$$

9.2. Wahrscheinlichkeitsfunktionen

In diesem Abschnitt wollen wir mit den Wahrscheinlichkeitsfunktionen eine erste Möglichkeit kennenlernen, für Wahrscheinlichkeitsräume mit endlicher Ergebnismenge Wahrscheinlichkeitsmaße festzulegen. In Kapitel 9.3 nutzen wir dieses Hilfsmittel intensiv, um erste Beispiele für die Modellierung von Zufallsvorgängen mithilfe von Wahrscheinlichkeitsräumen geben zu können. Wir definieren den Begriff der Wahrscheinlichkeitsfunktion wie folgt.

Definition 9.2 (Wahrscheinlichkeitsfunktion). Ω sei eine endliche Menge. Dann heißt eine Funktion $\pi: \Omega \to [0,1]$ Wahrscheinlichkeitsfunktion, wenn gilt, dass

$$\sum_{\omega \in \Omega} \pi(\omega) = 1. \tag{9.7}$$

Sei weiterhin \mathbb{P} ein Wahrscheinlichkeitsmaß. Dann heißt die durch

$$\pi: \Omega \to [0, 1], \omega \mapsto \pi(\omega) := \mathbb{P}(\{\omega\}) \tag{9.8}$$

definierte Funktion Wahrscheinlichkeitsfunktion von \mathbb{P} auf Ω .

•

Wir merken an, dass weil \mathbb{P} per Definition σ -additiv ist, insbesondere auch gilt, dass

$$\mathbb{P}(\Omega) = \mathbb{P}(\cup_{\omega \in \Omega} \{\omega\}) = \sum_{\omega \in \Omega} \mathbb{P}(\{\omega\}) = \sum_{\omega \in \Omega} \pi(\omega) = 1. \tag{9.9}$$

Zur Konstruktion von Wahrscheinlichkeitsmaßen durch Wahrscheinlichkeitsfunktionen stellt folgendes Theorem die formale Basis bereit. Es besagt insbesondere, dass bei endlichem Ω die Wahrscheinlichkeiten aller möglichen Ereignisse aus den Wahrscheinlichkeiten der Elementarereignisse $\pi(\omega)$ berechnet werden können.

Theorem 9.4. $(\Omega, \mathcal{A}, \mathbb{P})$ sei ein Wahrscheinlichkeitsraum mit endlicher Ergebnismenge und $\pi: \Omega \to [0,1]$ sei eine Wahrscheinlichkeitsfunktion. Dann existiert ein Wahrscheinlichkeitsmaß \mathbb{P} auf Ω mit π als Wahrscheinlichkeitsfunktion von \mathbb{P} . Dieses Wahrscheinlichkeitsmaß ist definiert als

$$\mathbb{P}: \mathcal{A} \to [0, 1], A \mapsto \mathbb{P}(A) := \sum_{\omega \in A} \pi(\omega). \tag{9.10}$$

0

Beweis. Wir überprüfen zunächst die Wahrscheinlichkeitsmaßeigenschaften von \mathbb{P} . Weil $\pi(\omega) \in [0,1]$ für alle $\omega \in \Omega$, gilt auch immer $\sum_{\omega \in A} \pi(\omega) \geq 0$ und damit die Nicht-Negativität von \mathbb{P} . Ferner folgt wie oben gesehen mit der Normiertheit von π direkt die Normiertheit von \mathbb{P} . Seien nun $A_1, A_2, \ldots \in \mathcal{A}$. Dann gilt

$$\mathbb{P}\left(\cup_{i=1}^{\infty}A_{i}\right)=\sum_{\omega\in\cup_{i=1}^{\infty}A_{i}}\pi(\omega)=\sum_{i=1}^{\infty}\sum_{\omega\in A_{i}}\pi(\omega)=\sum_{i=1}^{\infty}\mathbb{P}(A_{i}).\tag{9.11}$$

und damit die σ -Addivität von \mathbb{P} .

Definiert man also für eine gegebene Ergebnismenge Ω eine Funktion $\pi: \Omega \to [0,1]$ und stellt sicher, dass sich die Funktionswerte $\pi(\omega)$ über alle $\omega \in \Omega$ hinweg zu 1 summieren und interpretiert den einzelnen Funktionswert $\pi(\omega)$ dann als die Wahrscheinlichkeit $\mathbb{P}(\{\omega\})$ des Elementarereignisses $\{\omega\} \in \mathcal{A}$, so hat man ein Wahrscheinlichkeitsmaß konstruiert.

9.3. Beispiele bei endlichem Ergebnisraum

Aus dem bis hierin Gesagtem lässt sich nun zusammenfassend folgendes Vorgehen zur Modellierung eines Zufallsvorganges mithilfe eines Wahrscheinlichkeitsraums $(\Omega, \mathcal{A}, \mathbb{P})$ festhalten:

- (1) In einem ersten Schritt überlegt man sich eine sinnvolle Definition der Ergebnismenge Ω , also der Ergebnisse bzw. Elementarereignisse, die in jedem Durchgang des Zufallsvorgangs realisiert werden sollen.
- (2) In einem zweiten Schritt wählt man dann ein geignetes Ereignissystem; im Falle einer endlichen Ergebnismenge bietet sich die Potenzmenge $\mathcal{P}(\Omega)$ an, im Falle der überabzählbaren Ergebnismenge $\Omega := \mathbb{R}$ bietet sich die Borelsche σ -Algebra $\mathcal{B}(\mathbb{R})$ an.

(3) Schließlich definiert man ein Wahrscheinlichkeitsmaß \mathbb{P} , das die Wahrscheinlichkeiten für das Auftreten aller möglichen Ereignisse repräsentiert. Im Falle einer endlichen Ergebnismenge gelingt dies inbesondere durch Definition der Wahrscheinlichkeiten der Elementarereignisse. In der Folge verdeutlichen wir dieses Vorgehen anhand von Beispielen. Im Falle der überabzählbaren Ergebnismenge $\Omega := \mathbb{R}$ bietet sich die Definition von \mathbb{P} mithilfe von Wahrscheinlichkeitsdichtefunktionen an, wie wir später sehen werden.

Würfeln mit einem Würfel

Da es sich um eine endliche Ergebnismenge handelt, wählen wir als σ -Algebra \mathcal{A} die Potenzmenge $\mathcal{P}(\Omega)$. \mathcal{A} enthält dann automatisch alle möglichen Ereignisse. Die Kardinalität von $\mathcal{A} := \mathcal{P}(\Omega)$ ist $|\mathcal{P}(\Omega)| = 2^{|\Omega|} = 2^6 = 64$. In untenstehender Tabelle listen wir sechs dieser 64 Ereignisse in ihrer verbalen Beschreibung und als Teilmenge A von Ω auf.

Tabelle 9.1. Ausgewählte Ereignisse beim Modell des Werfen eines Würfels.

Beschreibung	Mengenform
Es fällt eine beliebige Augenzahl	$\omega \in A = \Omega$
Keine Augenzahl fällt	$\omega \in A = \emptyset$
Es fällt eine Augenzahl größer als 4	$\omega \in A = \{5, 6\}$
Es fällt eine gerade Augenzahl	$\omega \in A = \{2,4,6\}$
Es fällt eine Sechs	$\omega \in A = \{6\}$
Eine Eins, eine Drei oder eine Sechs fällt	$\omega \in A = \{1,3,6\}$

Damit ist die Definition des Messraum (Ω, \mathcal{A}) in der Modellierung des Werfens eines Würfels abgeschlossen.

Wie in Kapitel 9.2 beschrieben kann das Wahrscheinlichkeitsmaß \mathbb{P} durch Festlegung von $\mathbb{P}(\{\omega\})$ für alle $\omega \in \Omega$ festgelegt werden. Für das Modell eines unverfälschten Würfels würde man

$$\mathbb{P}(\{\omega\}) := \frac{1}{|\Omega|} := 1/6 \text{ für alle } \omega \in \Omega$$
 (9.12)

wählen. Für ein Modell eines verfälschten Würfels, der das Werfen einer Sechs bevorzugt, könnte man zum Beispiel definieren, dass

$$\mathbb{P}(\{\omega\}) := \frac{1}{8} \text{ für } \omega \in \{1, 2, 3, 4, 5\} \text{ und } \mathbb{P}(\{6\}) := \frac{3}{8}. \tag{9.13}$$

Im Fall des unverfälschten Würfel ergibt sich beispielsweise die Wahrscheinlichkeit für das Ereignis "Es fällt eine gerade Augenzahl" mit der σ -Additivät von $\mathbb P$ dann zu

$$\mathbb{P}(\{2,4,6\}) = \mathbb{P}(\{2\} \cup \{4\} \cup \{6\}) = \mathbb{P}(\{2\}) + \mathbb{P}(\{4\}) + \mathbb{P}(\{6\}) = \frac{1}{6} + \frac{1}{6} + \frac{1}{6} = \frac{3}{6}. \quad (9.14)$$

Im Fall des obigen Modells eines verfälschten Würfels ergibt sich für das gleiche Ereignis die Wahrscheinlichkeit zu

$$\mathbb{P}(\{2,4,6\}) = \mathbb{P}(\{2\} \cup \{4\} \cup \{6\})) = \mathbb{P}(\{2\}) + \mathbb{P}(\{4\}) + \mathbb{P}(\{6\}) = \frac{1}{8} + \frac{1}{8} + \frac{3}{8} = \frac{5}{8}. \quad (9.15)$$

Das betrachtete Ereignis hat im Modell des verfälschten Würfels eine höhere Wahrscheinlichkeit als im Modell des unverfälschten Würfels, was intuitiv sinnvoll ist, da die Sechs eine gerade Zahl ist.

Gleichzeitiges Würfeln mit einem blauem und einem roten Würfel

Wir wollen nun das gleichzeitige Werfen eines blauen und eines roten Würfels modellieren. Dazu ist es sinnvoll, die Ergebnismenge als

$$\Omega := \{(r,b)|r \in \{1,2,3,4,5,6\}, b \in \{1,2,3,4,5,6\}\}$$

$$(9.16)$$

mit Kardinalität $|\Omega|=36$ zu definieren, wobei r die Augenzahl des blauen Würfels und b die Augenzahl des roten Würfels repräsentieren soll.

Wiederum bietet sich die Wahl der Potenzmenge von Ω als σ -Algebra an, wir definieren also wieder $\mathcal{A} := \mathcal{P}(\Omega)$. Die Anzahl der in diesem Modell möglichen Ereignisse ergibt sich zu $|\mathcal{A}| = 2^{|\Omega|} = 2^{36} = 68.719.476.736$. In untenstehender Tabelle listen wir sechs dieser Ereignisse in ihrer verbalen Beschreibung und als Teilmenge A von Ω auf.

Tabelle 9.2. Ausgewählte Ereignisse beim Modell des Werfens eines roten und eines blauen Würfels.

Beschreibung	Mengenform
Auf dem roten Würfel fällt eine Drei Auf dem blauen Würfel fällt eine Drei Auf beiden Würfeln fällt eine Drei Es fällt eine Pasch Die Summe der gefallenen Zahlen ist Vier	$\begin{split} &\omega \in A = \{(3,1),(3,2),(3,3),(3,4),(3,5),(3,6)\} \\ &\omega \in A = \{(1,3),(2,3),(3,3),(4,3),(5,3),(6,3)\} \\ &\omega \in A = \{(3,3)\} \\ &\omega \in A = \{(1,1),(2,2),(3,3),(4,4),(5,5),(6,6)\} \\ &\omega \in A = \{(1,3),(3,1),(2,2)\} \end{split}$

Die Definition des Messraum (Ω, \mathcal{A}) ist damit abgeschlossen. Ein Wahrscheinlichkeitsmaß \mathbb{P} kann wiederum durch Definition von $\mathbb{P}(\{\omega\})$ für alle $\omega \in \Omega$ festgelegt werden. Für das Modell zweier unverfälschter Würfel würde man

$$\mathbb{P}(\{\omega\}) := \frac{1}{|\Omega|} = \frac{1}{36} \text{ für alle } \omega \in \Omega$$
 (9.17)

wählen. Unter diesem Wahrscheinlichkeitsmaß ergibt sich dann beispielsweise die Wahrscheinlichkeit für das Ereignis "Die Summe der gefallenen Zahlen ist Vier" mit der σ -Additivät von $\mathbb P$ zu

$$\begin{split} \mathbb{P}\left(\{(1,3),(3,1),(2,2)\}\right) &= \mathbb{P}\left(\{(1,3)\} \cup \{(3,1)\} \cup \{(2,2)\}\right) \\ &= \mathbb{P}\left(\{(1,3)\}\right) + \mathbb{P}\left(\{(3,1)\}\right) + \mathbb{P}\left(\{(2,2)\}\right) \\ &= 1/36 + 1/36 + 1/36 \\ &= 1/12. \end{split}$$

Werfen einer Münze

Wir modellieren das Werfen einer Münze, deren eine Seite Kopf (Heads) und deren andere Seite Zahl (Tails) zeigt. Es ist sinnvoll, die Ergebnismenge als $\Omega := \{H, T\}$ zu definieren, wobei H "Heads" und T "Tails" repräsentiert. Allerdings wäre auch jede andere binäre Definition von Ω möglich, z.B. $\Omega := \{0, 1\}, \Omega := \{-1, 1\}$, oder $\Omega := \{1, 2\}$.

Die Potenzmenge $\mathcal{A} := \mathcal{P}(\Omega)$ enthält alle möglichen Ereignisse. In diesem Fall können wir das gesamte Mengensystem \mathcal{A} leicht, wie in untenstehender Tabelle gezeigt, komplett auflisten.

Tabelle 9.3. Ereignissystem \mathcal{A} beim Modell des Werfens einer Münze.

Beschreibung	Mengenform
Weder Kopf noch Zahl fällt Kopf fällt	$\omega \in A = \emptyset$ $\omega \in A = \{H\}$
Zahl fällt Kopf oder Zahl fällt	$\omega \in A = \{T\}$ $\omega \in A = \{H, T\}$

Die Definition des Messraums (Ω, \mathcal{A}) ist damit abgeschlossen.

Ein Wahrscheinlichkeitsmaß \mathbb{P} kann wiederum durch Definition von $\mathbb{P}(\{\omega\})$ für alle $\omega \in \Omega$ festgelegt werden. Die Normiertheit von Ω bedingt hier insbesondere, dass

$$\mathbb{P}(\Omega) = 1 \Leftrightarrow \mathbb{P}(\{H\}) + \mathbb{P}(\{T\}) = 1 \Leftrightarrow \mathbb{P}(\{T\}) = 1 - \mathbb{P}(\{H\}). \tag{9.18}$$

Bei Festlegung der Wahrscheinlichkeit des Elementarereignisses $\{H\}$ wird also die Wahrscheinlichkeit des Elementarereignis $\{T\}$ sofort mit festgelegt, andersherum gilt dies natürlich ebenso. Für das Modell einer fairen Münze würde man $\mathbb{P}(\{H\}) = \mathbb{P}(\{T\}) := 1/2$ wählen. Die Wahrscheinlichkeiten aller möglichen Ereignisse ergeben sich in diesem Fall zu

$$\mathbb{P}(\emptyset) = 0, \mathbb{P}(\{H\}) = 1/2, \mathbb{P}(\{T\}) = 1/2 \text{ und } \mathbb{P}(\{H, T\}) = 1. \tag{9.19}$$

Zweifaches Werfen einer Münze

Wir modellieren das zweifache Werfen einer Münzen. Basierend auf dem Modell des einfachen Münzwurfs ist es sinnvoll, die Ergebnismenge als $\Omega := \{HH, HT, TH, TT\}$ zu definieren. Die Potenzmenge $\mathcal{A} := \mathcal{P}(\Omega)$ enthält wiederum alle $2^{|\Omega|} = 2^4 = 16$ möglichen Ereignisse. In untenstehender Tabelle listen wir vier davon.

Tabelle 9.4. Ausgewählte Ereignisse beim Modell des zweifachen Werfens einer Münze.

Beschreibung	Mengenform
Kopf fällt im ersten Wurf Kopf fällt im zweiten Wurf Kopf fällt nicht Zahl fällt mindestens einmal	$\begin{aligned} &\omega \in A = \{HH, HT\} \\ &\omega \in A = \{HH, TH\} \\ &\omega \in A = \{TT\} \\ &\omega \in A = \{HT, TH, TT\} \end{aligned}$

Die Definition des Messraum (Ω, \mathcal{A}) ist damit abgeschlossen. Ein Wahrscheinlichkeitsmaß \mathbb{P} kann wiederum durch Definition von $\mathbb{P}(\{\omega\})$ für alle $\omega \in \Omega$ festgelegt werden. Für das Modell des zweifachen Werfens einer fairen Münze würde man

$$\mathbb{P}(\{HH\}) = \mathbb{P}(\{HT\}) = \mathbb{P}(\{TH\}) = \mathbb{P}(\{TT\}) := \frac{1}{4} \tag{9.20}$$

definieren.

Literaturhinweise 105

9.4. Literaturhinweise

Die Monographie "Grundbegriffe der Wahrscheinlichkeitsrechnung" von Andrey Kolmogorov (Kolmogoroff (1933)) symbolisiert die Grundlage der modernen Wahrscheinlichkeitsrechnung. Neben der hier diskutierten axiomatischen Einführung des Wahrscheinlichkeitsraummodells betrachtet Kolmogoroff (1933) noch viele weitere Aspekte der Wahrscheinlichkeitrechnung und bietet so einen gut lesbaren Einstieg in das gesamte Gebiet der Wahrscheinlichkeitstheorie. Natürlich ist der von Kolmogoroff (1933) formulierte Zugang nur ein vorläufiges Endprodukt der langen geschichtlichen Entwicklung der Wahrscheinlichkeitstheorie. Schließlich ist die Entwicklung der mathematischen Modellierung von Zufallvorgängen auch mit Kolmogoroff (1933) keinesfalls an einem Ende angelangt. Spätere Arbeiten im 20. Jahrhundert betrafen insbesondere die Interpretation des Wahrscheinlichkeitsbegriffs (vgl. De Finetti (1975)) oder führen verallgemeinerte quantitative Maße subjektiver Unsicherheit ein (vgl. Walley (1991)). Einen aktuellen Überblick zur Interpretation des Wahrscheinlichkeitsbegriffs und seiner formalen Grundlagen gibt Hájek (2019).

9.5. Selbstkontrollfragen

- 1. Geben Sie die Definition des Begriffs der σ -Algebra wieder.
- 2. Geben Sie die Definition des Begriffs des Wahrscheinlichkeitsmaßes wieder.
- 3. Geben Sie die Definition des Begriffs des Wahrscheinlichkeitsraums wieder.
- 4. Erläutern Sie den Begriff der Ergebnismenge Ω .
- 5. Erläutern Sie die stillschweigende Mechanik des Wahrscheinlichkeitsraummodells.
- 6. Erläutern Sie den Begriff eines Ereignisses $A \in \mathcal{A}$.
- 7. Erläutern Sie den Begriff des Ereignissystems \mathcal{A} .
- 8. Welche σ -Algebra wählt man sinnvoller Weise für einen Wahrscheinlichkeitsraum mit endlicher Ergebnismenge?
- 9. Erläutern Sie den Begriff des Wahrscheinlichkeitsmaßes \mathbb{P} .
- 10. Geben Sie die Definition des Begriffs der Wahrscheinlichkeitsfunktion wieder.
- 11. Warum ist der Begriff der Wahrscheinlichkeitsfunktion bei der Modellierung eines Zufallsvorgans durch einen Wahrscheinlichkeitsraums mit endlicher Ergebnismenge hilfreich?
- 12. Erläutern Sie die Modellierung des Werfens eines Würfels mithilfe eines Wahrscheinlichkeitsraums.
- Erläutern Sie die Modellierung des gleichzeitigen Werfens eines roten und eines blauen Würfels mithilfe eines Wahrscheinlichkeitsraums.

10. Elementare Wahrscheinlichkeiten

In diesem Abschnitt führen wir mit den Begriffen der gemeinsamen Wahrscheinlichkeit zweier Ereignisse und der bedingten Wahrscheinlichkeit eines Ereignisses zwei elementare Formen von Wahrscheinlichkeiten ein. Intuitiv bezieht sich der Begriff der gemeinsamen Wahrscheinlichkeit auf die Wahrscheinlichkeit des "gleichzeitigen" Eintretens zweier Ereignisse A und B und der Begriff der bedingten Wahrscheinlichkeit auf die Wahrscheinlichkeit des Eintretens eines Ereignisses A, "wenn man um das Eintreten eines anderen Ereignisses B weiß". Ist es für die Wahrscheinlichkeit eines Ereignisses A unerheblich, ob ein Ereignis B eingetreten ist oder nicht, so nennt man A und B unabhängige Ereignisse. Intuitiv modellieren unabhängige Ereignisse die Abwesenheit gegenseitiger Einflüsse.

10.1. Gemeinsame Wahrscheinlichkeiten

Der Begriff der gemeinsamen Wahrscheinlichkeit zweier Ereignisse ist wie folgt definiert.

Definition 10.1 (Gemeinsame Wahrscheinlichkeit). $(\Omega, \mathcal{A}, \mathbb{P})$ sei ein Wahrscheinlichkeitsraum und es seien $A, B \in \mathcal{A}$. Dann heißt

$$\mathbb{P}(A \cap B) \tag{10.1}$$

die gemeinsame Wahrscheinlichkeit von A und B.

Wie oben angemerkt entspricht $\mathbb{P}(A \cap B)$ der Wahrscheinlichkeit dafür, dass die Ereignisse A und B "gleichzeitig" eintreten. Dies verdeutlicht man sich am besten vor dem Hintergrund der Mechanik des Wahrscheinlichkeitsraummodells. Danach ist $\mathbb{P}(A \cap B)$ eben die Wahrscheinlichkeit, dass in einem Durchgang eines Zufallsvorgangs ein ω realisiert wird, für das sowohl $\omega \in A$ als auch $\omega \in B$ gelten.

Beispiel

Als erstes Beispiel für eine gemeinsame Wahrscheinlichkeit zweier Ereignisse wollen wir wieder das Wahrscheinlichkeitsraummodells des Werfens eines fairen Würfels betrachten. Seien dazu A das Ereignis "Es fällt eine gerade Augenzahl", also $A := \{2,4,6\}$ und B das Ereignis "Es fällt eine Augenzahl größer als Drei", also $B := \{4,5,6\}$. Mengentheoretisch gilt dann

$$A \cap B = \{2, 4, 6\} \cap \{4, 5, 6\} = \{4, 6\}. \tag{10.2}$$

Die Interpretation von $A \cap B = \{4,6\}$ ist dabei gerade "Es fällt eine gerade Augenzahl und diese Augenzahl ist größer als Drei". Bei Annahme der Fairness des Würfels, also für

•

 $\mathbb{P}(\{4\}) = \mathbb{P}(\{6\}) := 1/6$ können wir mithilfe der σ -Additivität von \mathbb{P} die Wahrscheinlichkeit dieses Ereignisses leicht berechnen. Es ergibt sich

$$\mathbb{P}(A \cap B) = \mathbb{P}(\{2, 4, 6\} \cap \{4, 5, 6\})
= \mathbb{P}(\{4, 6\})
= \mathbb{P}(\{4\}) + \mathbb{P}(\{6\})
= \frac{1}{6} + \frac{1}{6}
= \frac{1}{3}.$$
(10.3)

Beim Nachdenken über gemeinsame Wahrscheinlichkeiten ist es natürlich wichtig, die gemeinsame Wahrscheinlichkeit $\mathbb{P}(A \cap B)$ nicht mit der Wahrscheinlichkeit $\mathbb{P}(A \cup B)$ des Ereignisses $A \cup B$ zur verwechseln. Es sei daran erinnert, dass die Vereinigung zweier Mengen \cup dem inklusiven oder, also einem und/oder entspricht (vgl. Kapitel 1.3 und Kapitel 2.2). Das Ereignis $A \cup B$ entspricht also dem Ereignis, dass das Ereignis A und/oder das Ereignis B eintritt. Insbesondere ist $\omega \in A \cup B$ also auch schon dann erfüllt, wenn für das Ergebnis eines Durchgang eines Zufallsvorgangs $nur \ \omega \in A$ oder $nur \ \omega \in B$ gilt. Konkret ergibt sich etwa für die Ereignisse $A := \{2,4,6\}$ und $B := \{4,5,6\}$ aus obigem Würfelbeispiel

$$A \cup B = \{2, 4, 6\} \cup \{4, 5, 6\} = \{2, 4, 5, 6\} \tag{10.4}$$

mit der Interpretation "Es fällt eine gerade Augenzahl und/oder es fällt eine Augenzahl größer als Drei". Für die entsprechende Wahrscheinlichkeit ergibt sich

$$\mathbb{P}(\{2,4,5,6\}) = \frac{2}{3},\tag{10.5}$$

so dass in diesem Fall offenbar $\mathbb{P}(A \cap B) \neq \mathbb{P}(A \cup B)$ gilt.

Mithilfe folgendem Theorems wollen wir in diesem Abschnitt schließlich noch einige nützliche Eigenschaften zum Rechnen mit Wahrscheinlichkeiten festhalten, die sich direkt aus der Verbindung von Mengenverknüpfungen und der σ -Additivität von Wahrscheinlichkeitsmaßen ergeben.

Theorem 10.1 (Weitere Eigenschaften von Wahrscheinlichkeiten). $(\Omega, \mathcal{A}, \mathbb{P})$ sei ein Wahrscheinlichkeitsraum und es seien $A, B \in \mathcal{A}$ Ereignisse. Dann gelten

- 1. $\mathbb{P}(A^c) = 1 \mathbb{P}(A)$.
- 2. $A \subset B \Rightarrow \mathbb{P}(A) < \mathbb{P}(B)$.
- 3. $\mathbb{P}(A \cap B^c) = \mathbb{P}(A) \mathbb{P}(A \cap B)$
- 4. $\mathbb{P}(A \cup B) = \mathbb{P}(A) + \mathbb{P}(B) \mathbb{P}(A \cap B)$.
- 5. $A \cap B = \emptyset \Rightarrow \mathbb{P}(A \cup B) = \mathbb{P}(A) + \mathbb{P}(B)$.

Beweis. Die zweite, dritte, und vierte Aussage dieses Theorems basieren auf elementaren mengentheoretischen Aussagen und der σ -Addivität von \mathbb{P} . Wir wollen diese elementaren mengentheoretischen Aussagen hier nicht beweisen, sondern verweisen jeweils auf die Intuition, die durch die Venn-Diagramme in Abbildung 10.1 vermittelt wird.

Zu 1.: Wir halten zunächst fest, dass aus $A^c := \Omega \setminus A$ folgt, dass $A^c \cup A = \Omega$ und dass $A^c \cap A = \emptyset$. Mit der Nomiertheit und der σ -Additivität von $\mathbb P$ folgt dann

$$\mathbb{P}(\Omega) = 1 \Leftrightarrow \mathbb{P}(A^c \cup A) = 1 \Leftrightarrow \mathbb{P}(A^c) + \mathbb{P}(A) = 1 \Leftrightarrow \mathbb{P}(A^c) = 1 - \mathbb{P}(A). \tag{10.6}$$

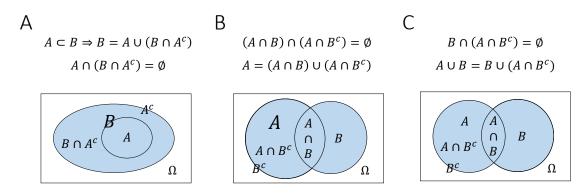


Abbildung 10.1. Venn-Diagramme zum Beweis von Theorem 10.1

Zu 2.: Zunächst gilt (vgl. Abbildung A)

$$A \subset B \Rightarrow B = A \cup (B \cap A^c) \text{ mit } A \cap (B \cap A^c) = \emptyset.$$
 (10.7)

Mit der σ -Additivät von $\mathbb P$ folgt dann aber

$$\mathbb{P}(B) = \mathbb{P}(A) + \mathbb{P}(B \cap A^c). \tag{10.8}$$

 $\label{eq:miting_equation} \text{Mit } \mathbb{P}(B\cap A^c) \geq 0 \text{ folgt dann } \mathbb{P}(A) \leq \mathbb{P}(B).$

Zu 3.: Zunächst gilt (vgl. Abbildung B)

$$(A \cap B) \cap (A \cap B^c) = \emptyset \text{ und } A = (A \cap B) \cup (A \cap B^c). \tag{10.9}$$

Mit der $\sigma\text{-}\text{Addivit} \ddot{\text{a}}$ t von $\mathbb P$ folgt dann

$$\mathbb{P}(A) = \mathbb{P}(A \cap B) + \mathbb{P}(A \cap B^c) \Leftrightarrow \mathbb{P}(A \cap B) = \mathbb{P}(A) - \mathbb{P}(A \cap B^c) \tag{10.10}$$

Zu 4.: Zunächst gilt (vgl. Abbildung C)

$$B \cap (A \cap B^c) = \emptyset \text{ und } A \cup B = B \cup (A \cap B^c). \tag{10.11}$$

Mit der σ -Addivität von \mathbb{P} folgt dann

$$\mathbb{P}(A \cup B) = \mathbb{P}(B) + \mathbb{P}(A \cap B^c). \tag{10.12}$$

Mit 3. folgt dann

$$\mathbb{P}(A \cup B) = \mathbb{P}(B) + \mathbb{P}(A) - \mathbb{P}(A \cap B) \tag{10.13}$$

Zu 5.: Die Aussage folgt direkt aus 4. mit $\mathbb{P}(A \cap B) = \emptyset$ und $\mathbb{P}(\emptyset) = 0$.

10.2. Bedingte Wahrscheinlichkeiten

Wir wenden uns nun dem Begriff der bedingten Wahrscheinlichkeit zu.

Definition 10.2 (Bedingte Wahrscheinlichkeit). $(\Omega, \mathcal{A}, \mathbb{P})$ sei ein Wahrscheinlichkeitsraum und $A, B \in \mathcal{A}$ seien Ereignisse mit $\mathbb{P}(B) > 0$. Die bedingte Wahrscheinlichkeit des Ereignisses A gegeben das Ereignis B ist definiert als

$$\mathbb{P}(A|B) := \frac{\mathbb{P}(A \cap B)}{\mathbb{P}(B)}.$$
(10.14)

Weiterhin heißt das für ein festes $B \in \mathcal{A}$ mit $\mathbb{P}(B) > 0$ definierte Wahrscheinlichkeitsmaß

$$\mathbb{P}(\ |B): \mathcal{A} \to [0,1], A \mapsto \mathbb{P}(A|B) := \frac{\mathbb{P}(A \cap B)}{\mathbb{P}(B)}$$
 (10.15)

die bedingte Wahrscheinlichkeit gegeben Ereignis B.

Wir halten fest: Die bedingte Wahrscheinlichkeit $\mathbb{P}(A|B)$ eines Ereignisses A gegeben ein Ereignis B ist die mit $1/\mathbb{P}(B)$ skalierte gemeinsame Wahrscheinlichkeit $\mathbb{P}(A\cap B)$ der Ereignisse A und B. Legt man in der Formulierung eines probabilistischen Modells also die gemeinsame Wahrscheinlichkeit $\mathbb{P}(A\cap B)$ sowie die Wahrscheinlichkeit $\mathbb{P}(B)>0$ des Ereignisses B fest, so legt man insbesondere auch die bedingte Wahrscheinlichkeit $\mathbb{P}(A|B)$ des Ereignisses A gegeben das Ereignis B fest.

Im Unterschied zur gemeinsamen Wahrscheinlichkeit definiert $\mathbb{P}(\cdot|B)$ für ein fest gewähltes B ein Wahrscheinlichkeitsmaß für alle $A \in \mathcal{A}$. Es gelten also insbesondere

- $\mathbb{P}(A|B) > 0$ für alle $A \in \mathcal{A}$,
- $\mathbb{P}(\Omega|B) = 1$ und
- $\mathbb{P}\left(\bigcup_{i=1}^{\infty}A_{i}|B\right)=\sum_{i=1}^{\infty}\mathbb{P}(A_{i}|B)$ für paarweise disjunkte $A_{1},A_{2},\ldots\in\mathcal{A}.$

Man sollte sich in dieser Hinsicht intuitiv merken, dass die Regeln zum Rechnen mit Wahrscheinlichkeiten für die Ereignisse links des vertikalen Strichs gelten. Wir weisen ferner daraufhin, dass es keinen Grund gibt, die bedingten Wahrscheinlichkeiten

$$\mathbb{P}(A|B) = \frac{\mathbb{P}(A \cap B)}{\mathbb{P}(B)} \text{ und } \mathbb{P}(B|A) = \frac{\mathbb{P}(B \cap A)}{\mathbb{P}(A)} = \frac{\mathbb{P}(A \cap B)}{\mathbb{P}(A)}$$
(10.16)

zu verwechseln (vgl. Herzog & Ostwald (2013)). Insbesondere folgt aus $\mathbb{P}(A) \neq \mathbb{P}(B)$ immer direkt $\mathbb{P}(A|B) \neq \mathbb{P}(B|A)$. Schließlich sei angemerkt, dass eine Verallgemeinerung der bedingten Wahrscheinlichkeit in Definition 10.2 auf den Fall $\mathbb{P}(B) = 0$ möglich, aber technisch aufwändig ist. Wir verweisen dafür auf die weiterführende Literatur, z.B. Meintrup & Schäffler (2005) und Schmidt (2009).

Beispiel

Als erstes Beispiel für eine bedingte Wahrscheinlichkeit betrachten wir erneut das Modell $(\Omega, \mathcal{A}, \mathbb{P})$ des fairen Würfels. Wir wollen die bedingte Wahrscheinlichkeit für das Ereignis "Es fällt eine gerade Augenzahl" gegeben das Ereignis "Es fällt eine Zahl größer als Drei" berechnen. Wir haben oben bereits gesehen, dass das Ereignis "Es fällt eine gerade Augenzahl" der Teilmenge $A := \{2,4,6\}$ von Ω entspricht, und dass das Ereignis "Es fällt eine Zahl größer als Drei" der Teilmenge $B := \{4,5,6\}$ von Ω entspricht. Weiterhin haben wir gesehen, dass unter der Annahme, dass der modellierte Würfel fair ist, gilt, dass

$$\mathbb{P}(\{2,4,6\}) = \mathbb{P}(\{2\}) + \mathbb{P}(\{4\}) + \mathbb{P}(\{6\}) = \frac{1}{6} + \frac{1}{6} + \frac{1}{6} = \frac{3}{6}$$
 (10.17)

und dass

$$\mathbb{P}(\{4,5,6\}) = \mathbb{P}(\{4\}) + \mathbb{P}(\{5\}) + \mathbb{P}(\{6\}) = \frac{1}{6} + \frac{1}{6} + \frac{1}{6} = \frac{3}{6}.$$
 (10.18)

Schließlich hatten wir auch gesehen, dass das Ereignis $A \cap B$, also das Ereignis "Es fällt eine gerade Augenzahl, die größer als Drei ist", die Wahrscheinlichkeit

$$\mathbb{P}(A \cap B) = \mathbb{P}(\{2, 4, 6\} \cap \{4, 5, 6\}) = \mathbb{P}(\{4, 6\}) = \mathbb{P}(\{4\}) + \mathbb{P}(\{6\}) = \frac{1}{6} + \frac{1}{6} = \frac{2}{6} \quad (10.19) = \mathbb{P}(\{4, 6\}) = \mathbb$$

hat. Nach Definition der bedingten Wahrscheinlichkeit ergibt sich dann direkt

$$\mathbb{P}(A|B) = \frac{\mathbb{P}(A \cap B)}{\mathbb{P}(B)} = \frac{\mathbb{P}(\{4,6\})}{\mathbb{P}(\{4,5,6\})} = \frac{2}{6} \cdot \frac{6}{3} = \frac{2}{3}.$$
 (10.20)

In diesem Zusammenhang bietet sich eine Interpretation der bedingten Wahrscheinlichkeit $\mathbb{P}(A|B)$ als eine Abnahme subjektiver Unsicherheit bzw. als Zugewinn an subjektiver Information gegenüber der unbedingten Wahrscheinlichkeit $\mathbb{P}(A)$ an: Wenn man weiß, dass eine Augenzahl größer als Drei gefallen ist, dass also das Ereignis $\omega \in B$ vorliegt ist, ist die Wahrscheinlichkeit, dass es sich bei ω um eine gerade Augenzahl handelt 2/3. Wenn man dagegen nicht weiß, dass das Ereignis $\omega \in B$ vorliegt (und auch sonst keine Information über ω hat) ist die Wahrscheinlichkeit für das Fallen einer geraden Augenzahl nur 1/2. Bedingen auf dem Vorliegen eines Ereignisses entspricht also der Inkorporation von Information und damit der Abnahme von Unsicherheit in wahrscheinlichkeitstheoretische Modellen. Dies ist die Grundlage der Bayesianischen Statistik.

Zum Schluss dieses Abschnittes wollen wir noch drei technische Konsequenzen der Definition der bedingten Wahrscheinlichkeit betrachten, die wir als Theoreme formulieren.

Das erste Theorem betrifft den Zusammenhang von gemeinsamen und bedingten Wahrscheinlichkeiten und reiteriert, wie gemeinsame Wahrscheinlichkeiten aus bedingten und totalen Wahrscheinlichkeiten berechnet werden können.

Theorem 10.2 (Gemeinsame und bedingte Wahrscheinlichkeiten). Es seien $(\Omega, \mathcal{A}, \mathbb{P})$ ein W-Raum und $A, B \in \mathcal{A}$ mit $\mathbb{P}(A) > 0$ und P(B) > 0. Dann gilt

$$\mathbb{P}(A \cap B) = \mathbb{P}(A|B)\mathbb{P}(B) = \mathbb{P}(B|A)\mathbb{P}(A). \tag{10.21}$$

0

Beweis. Mit der Definition der jeweiligen bedingten Wahrscheinlichkeit folgen direkt

$$\mathbb{P}(A|B) = \frac{\mathbb{P}(A \cap B)}{\mathbb{P}(B)} \Leftrightarrow \mathbb{P}(A \cap B) = \mathbb{P}(A|B)\mathbb{P}(B) \tag{10.22}$$

und

$$\mathbb{P}(B|A) = \frac{\mathbb{P}(B \cap A)}{\mathbb{P}(A)} \Leftrightarrow \mathbb{P}(A \cap B) = \mathbb{P}(B|A)\mathbb{P}(A). \tag{10.23}$$

Ebenso wie das Festlegen von $\mathbb{P}(A \cap B)$ und $\mathbb{P}(A)$ die bedingte Wahrscheinlichkeit $\mathbb{P}(B|A)$ festlegt, legt das Festlegen von $\mathbb{P}(A)$ und $\mathbb{P}(B|A)$ also die gemeinsame Wahrscheinlichkeit $\mathbb{P}(A \cap B)$ fest.

Das nachfolgende sogenannte Gesetz der totalen Wahrscheinlichkeit besagt, wie basierend auf gemeinsamen Wahrscheinlichkeiten unbedingte, sogenannte totale Wahrscheinlichkeiten berechnet werden können.

Theorem 10.3 (Gesetz der totalen Wahrscheinlichkeit). $(\Omega, \mathcal{A}, \mathbb{P})$ sei ein Wahrscheinlichkeitsraum und $A_1, ..., A_k$ sei eine Partition von Ω . Dann gilt für jedes $B \in \mathcal{A}$, dass

$$\mathbb{P}(B) = \sum_{i=1}^{k} \mathbb{P}(B \cap A_i) = \sum_{i=1}^{k} \mathbb{P}(B|A_i)\mathbb{P}(A_i). \tag{10.24}$$

0

Beweis. Für i=1,...,k sei $C_i:=B\cap A_i$, so dass $\bigcup_{i=1}^k C_i=B$ und $C_i\cap C_j=\emptyset$ für $1\leq i,j\leq k,i\neq j$. Wir verdeutlichen diese Festlegungen in Abbildung 10.2 mithilfe eines Venn-Diagramms.

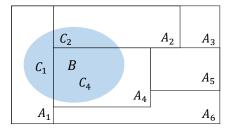


Abbildung 10.2. Venn-Diagramm zum Beweis von Theorem 10.3.

Also gilt

$$\mathbb{P}(B) = \sum_{i=1}^k \mathbb{P}(C_i) = \sum_{i=1}^k \mathbb{P}(B \cap A_i) = \sum_{i=1}^k \mathbb{P}(B|A_i)\mathbb{P}(A_i). \tag{10.25}$$

Intuitiv entspricht $\mathbb{P}(B)$ also der gewichteten Summe der bedingten Wahrscheinlichkeiten $\mathbb{P}(B|A_i)$ wobei die Wichtungsfaktoren gerade die unbedingten Wahrscheinlichkeiten $\mathbb{P}(A_i)$ für i=1,..,k sind.

Schließlich betrachten wir mit dem Bayesschen Theorem eine Formel zur alternativen Berechnung von bedingten Wahrscheinlichkeiten.

Theorem 10.4 (Bayessches Theorem). $(\Omega, \mathcal{A}, \mathbb{P})$ sei ein Wahrscheinlichkeitsraum und $A_1, ..., A_k$ sei eine Partition von Ω mit $\mathbb{P}(A_i) > 0$ für alle i = 1, ..., k. Wenn $\mathbb{P}(B) > 0$ gilt, dann gilt für jedes i = 1, ..., k, dass

$$\mathbb{P}(A_i|B) = \frac{\mathbb{P}(B|A_i)\mathbb{P}(A_i)}{\sum_{i=1}^k \mathbb{P}(B|A_i)\mathbb{P}(A_i)}.$$
 (10.26)

0

Beweis. Mit der Definition der bedingten Wahrscheinlichkeit und dem Gesetz der totalen Wahrscheinlichkeit gilt

$$\mathbb{P}(A_i|B) = \frac{\mathbb{P}(A_i \cap B)}{\mathbb{P}(B)} = \frac{\mathbb{P}(B|A_i)\mathbb{P}(A_i)}{\mathbb{P}(B)} = \frac{\mathbb{P}(B|A_i)\mathbb{P}(A_i)}{\sum_{i=1}^k \mathbb{P}(B|A_i)\mathbb{P}(A_i)}. \tag{10.27}$$

Man beachte, dass das Theorem von Bayes unabhängig von der Frequentistischen oder Bayesianischen Interpretation von Wahrscheinlichkeiten ist und lediglich eine Aussage zum Rechnen mit bedingten Wahrscheinlichkeiten macht. Im Rahmen der Frequentistischen Inferenz wird das Theorem von Bayes allerdings recht selten benutzt. Im Rahmen der Bayesianischen Inferenz dagegen ist das Theorem von Bayes zentral. In diesem Kontext wird $\mathbb{P}(A_i)$ dann oft die Prior Wahrscheinlichkeit des Ereignisses A_i und $\mathbb{P}(A_i|B)$ die Posterior Wahrscheinlichkeit des Ereignisses A_i genannt. Wie oben erläutert entspricht $\mathbb{P}(A_i|B)$ der Wahrscheinlichkeit von A_i , wenn man um das Eintreten von B weiß.

10.3. Unabhängige Ereignisse

Die Unabhängigkeit von Ereignissen dient der Modellierung der Abwesenheit von gegenseitigen Einflüssen von Ereignissen. Ihre Definition besagt, dass sich die gemeinsame Wahrscheinlichkeit zweier Ereignisse aus dem Produkt der Wahrscheinlichkeiten der einzelnen Ereignisse ergeben soll. Man spricht in diesem Kontext auch von der Faktorisierung der gemeinsamen Wahrscheinlichkeit der Ereignisse. Der Sinn dieser Definition erschließt sich dann im Lichte des Begriffs der bedingten Wahrscheinlichkeit in Theorem 10.5. Wir betrachten zunächst die Definition.

Definition 10.3 (Unabhängige Ereignisse). Zwei Ereignisse $A \in \mathcal{A}$ and $B \in \mathcal{A}$ heißen unabhängig, wenn

$$\mathbb{P}(A \cap B) = \mathbb{P}(A)\mathbb{P}(B). \tag{10.28}$$

Eine Menge von Ereignissen $\{A_i|i\in I\}\subset\mathcal{A}$ mit beliebiger Indexmenge I heißt unabhängig, wenn für jede endliche Untermenge $J\subseteq I$ gilt, dass

$$\mathbb{P}\left(\cap_{j\in J} A_j\right) = \prod_{j\in J} \mathbb{P}(A_j). \tag{10.29}$$

•

Man beachte, dass die Unabhängigkeit bestimmter Ereignissen in der Definition eines wahrscheinlichkeitstheoretischen Modells vorausgesetzt werden kann oder auch aus der Definition eines wahrscheinlichkeitstheoretischen Modells folgen kann. Sind zwei Ereignisse nicht unabhängig, so sagt man auch, dass diese Ereignisse abhängig sind. Ohne Beweis merken wir an, dass die Bedingung der beliebigen Untermengen von I in Definition 10.3 die paarweise Unabhängigkeit der $A_i, i \in I$ sichert (vgl. DeGroot & Schervish (2012)). Schließlich weisen wir daraufhin, dass unabhängige Ereignisse nicht mit disjunkten Ereignissen, also Ereignissen A und B für die $A \cap B = \emptyset$ gilt, verwechselt werden sollten. Insbesondere sind disjunkte Ereignisse mit von Null verschiedenenn Wahrscheinlichkeiten $\mathbb{P}(A) > 0$ und $\mathbb{P}(B) > 0$ nie unabhängig, da in diesem Fall $\mathbb{P}(A)\mathbb{P}(B) > 0$ und $\mathbb{P}(A) = 0$ gelten und damit offenbar gilt, dass $\mathbb{P}(A \cap B) \neq \mathbb{P}(A)\mathbb{P}(B)$.

Der Sinn der Faktorisierung der gemeinsamen Wahrscheinlichkeit erschließt sich nun anhand folgenden Theorems.

Theorem 10.5 (Bedingte Wahrscheinlichkeit unter Unabhängigkeit). $(\Omega, \mathcal{A}, \mathbb{P})$ sei ein Wahrscheinlichkeitsraum und $A, B \in \mathcal{A}$ seien unabhängige Ereignisse mit $\mathbb{P}(B) \geq 0$. Dann gilt

$$\mathbb{P}(A|B) = \mathbb{P}(A). \tag{10.30}$$

Literaturhinweise 113

Beweis. Unter den Annahmen des Theorems gilt

$$\mathbb{P}(A|B) = \frac{\mathbb{P}(A \cap B)}{\mathbb{P}(B)} = \frac{\mathbb{P}(A)\mathbb{P}(B)}{\mathbb{P}(B)} = \mathbb{P}(A). \tag{10.31}$$

П

Bei gegebener Unabhängigkeit zweier Ereignisse A und B ist es für die Wahrscheinlichkeit des Ereignisses A also unerheblich, ob auch B eintritt oder nicht, die Wahrscheinlichkeit $\mathbb{P}(A)$ bleibt gleich. Damit wird die Unabhängigkeit von Ereignissen also gerade als Faktorisierung der gemeinsamen Wahrscheinlichkeit von A und B modelliert, damit $\mathbb{P}(A|B) = \mathbb{P}(A)$ folgt. Aus Sicht der Modellierung subjektiver Unsicherheit durch Wahrscheinlichkeiten bedeutet die Unabhängigkeit zweier Ereignisse also, dass das Wissen um das Vorliegen eines der beiden Ereignisse die Wahrscheinlichkeit für das Vorliegen des anderen Ereignisses nicht ändert. Andersherum bedeutet die Abhängigkeit zweier Ereignisse, dass das Wissen um das Vorliegen eines der beiden Ereignisse die Wahrscheinlichkeit für das Vorliegen des anderen Ereignisses verändert, also entweder erhöht oder verringert.

10.4. Literaturhinweise

Viele der in diesem Abschnitt eingeführten Begrifflichkeiten sind auf engste mit der geschichtlichen Genese der Wahrscheinlichkeitstheorie verwoben, so dass keine einzelnen Referenzen angegeben werden sollen. Einen Einstieg in die Geschichte der Wahrscheinlichkeitstheorie der letzten zwei Jahrhunderte bietet Hald (1990), einen Überblick über modernere Entwicklungen gibt Von Plato (1994). Das Theorem von Bayes wird allgemein auf Bayes (1763) zurückgeführt, auch wenn es nicht das eigentliche Hauptthema dieser Arbeit ist.

10.5. Selbstkontrollfragen

- 1. Geben Sie die Definition der gemeinsamen Wahrscheinlichkeit zweier Ereignisse wieder.
- 2. Erläutern Sie die intuitive Bedeutung der gemeinsamen Wahrscheinlichkeit zweier Ereignisse.
- 3. Geben Sie das Theorem zu weiteren Eigenschaften von Wahrscheinlichkeiten wieder.
- 4. Geben Sie die Definition der bedingten Wahrscheinlichkeit eines Ereignisses wieder.
- $5.\,$ Geben Sie die Definition der bedingten Wahrscheinlichkeit wieder.
- 6. Geben Sie das Theorem zu gemeinsamen und bedingten Wahrscheinlichkeiten wieder.
- 7. Geben Sie das Gesetz von der totalen Wahrscheinlichkeit wieder.
- 8. Geben Sie das Theorem von Bayes wieder.
- 9. Geben Sie den Beweis des Theorems von Bayes wieder.
- 10. Geben Sie die Definition der Unabhängigkeit zweier Ereignisse wieder.
- 11. Geben Sie das Theorem zur bedingten Wahrscheinlichkeit unter Unabhängigkeit wieder.
- 12. Geben Sie den Beweis des Theorems zur bedingten Wahrscheinlichkeit unter Unabhängigkeit wieder.
- 13. Erläutern Sie das Theorem zur bedingten Wahrscheinlichkeit unter Unabhängigkeit.

11. Zufallsvariablen

Mit dem Begriff der Zufallsvariable führen wir in diesem Kapitel das probabilistische Standardmodell für einen univariaten Datenpunkt ein. Zentral ist dabei die Möglichkeit, die Verteilungen von Zufallsvariablen mithilfe von Wahrscheinlichkeitsmassefunktion und Wahrscheinlichkeitsdichtefunktionen im Rahmen der probabilistischen Modellformulierung festzulegen. Weiterhin impliziert die Konstruktion von Zufallsvariablen als Abbildungen zufälliger Ergebnisse mit der Untersuchung der Verteilungen der so transformierten zufälligen Ergebnisse das Kernthema statistischer Inferenz.

11.1. Konstruktion, Definition und Intuition

Wir skizzieren zunächst die Konstruktion einer Zufallsvariable und ihrer Verteilung anhand von Abbildung 11.1. Dazu sei $(\Omega, \mathcal{A}, \mathbb{P})$ ein Wahrscheinlichkeitsraum und

$$\xi: \Omega \to \mathcal{X}, \omega \mapsto \xi(\omega)$$
 (11.1)

eine Abbildung. Weiterhin sei \mathcal{S} eine σ -Algebra auf der Zielmenge \mathcal{X} dieser Abbildung. Für jedes $S \in \mathcal{S}$ sei die Urbildmenge von S gegeben durch (vgl. Definition 4.2)

$$\xi^{-1}(S) := \{ \omega \in \Omega | \xi(\omega) \in S \}. \tag{11.2}$$

Wenn nun $\xi^{-1}(S) \in \mathcal{A}$ für alle $S \in \mathcal{S}$ gilt, dann nennt man die Abbildung ξ messbar. Nehmen wir also an ξ sei messbar. Dann kann allen $S \in \mathcal{S}$ die Wahrscheinlichkeit

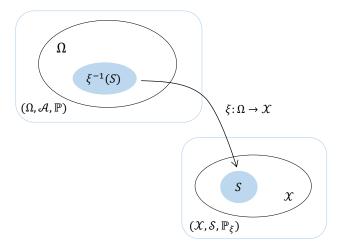
$$\mathbb{P}_{\xi}: \mathcal{S} \to [0, 1], S \mapsto \mathbb{P}_{\xi}(S) := \mathbb{P}\left(\xi^{-1}(S)\right) = \mathbb{P}\left(\left\{\omega \in \Omega | \xi(\omega) \in S\right\}\right) \tag{11.3}$$

zugeordnet werden. In diesem Kontext nennt man ξ nun eine Zufallsvariable und \mathbb{P}_{ξ} heißt das $Bildma\beta$ oder die Verteilung von ξ . Insgesamt wurde damit ausgehend von dem Wahrscheinlichkeitsraum $(\Omega, \mathcal{A}, \mathbb{P})$ mithilfe der Zufallsvariable ξ der Wahrscheinlichkeitsraum $(\mathcal{X}, \mathcal{S}, \mathbb{P}_{\xi})$ konstruiert. Formal ist eine Zufallsvariable damit wie folgt definiert.

Definition 11.1 (Zufallsvariable). Es sei $(\Omega, \mathcal{A}, \mathbb{P})$ ein Wahrscheinlichkeitsraum und $(\mathcal{X}, \mathcal{S})$ ein *Messraum*. Dann ist eine *Zufallsvariable* definiert als eine Abbildung $\xi : \Omega \to \mathcal{X}$ mit der *Messbarkeitseigenschaft*

$$\{\omega \in \Omega | \xi(\omega) \in S\} \in \mathcal{A} \text{ für alle } S \in \mathcal{S}.$$
 (11.4)

•



 $\mathbb{P}(\xi^{-1}(S)) = \mathbb{P}(\{\omega \in \Omega | \xi(\omega) \in S\}) =: \mathbb{P}_{\xi}(S)$

Abbildung 11.1. Konstruktion von Zufallsvariable und Verteilung.

Nach Definition 11.1 sind Zufallsvariablen weder "zufällig" noch "Variablen", sondern messbare Abbildungen. Fragt man nach der Bedeutung des Zufalls für die Werte $\xi(\omega)$ von Zufallsvariablen, so vermittelt weiterhin die implizite Frequentistische Mechanik des Wahrscheinlichkeitsraums $(\Omega, \mathcal{A}, \mathbb{P})$ eine entsprechende Intuition: In jedem Durchgang des modellierten Zufallsvorgangs wird dabei ein ω anhand von $\mathbb P$ realisiert und dann (deterministisch) auf $\xi(\omega)$ abgebildet. Wir definieren dementsprechend die Begriff des Ergebnisraums und der Realisierung einer Zufallsvariable.

Definition 11.2 (Realisierung einer Zufallsvariable). $(\Omega, \mathcal{A}, \mathbb{P})$ sei ein Wahrscheinlichkeitsraum, $(\mathcal{X},\mathcal{S})$ sei ein Messraum und $\xi:\Omega\to\mathcal{X}$ sei eine Zufallsvariable. Dann heißt \mathcal{X} der Ergebnisraum der Zufallsvariable ξ und ein $\xi(\omega) \in \mathcal{X}$ heißt eine Realisierung der Zufallvariable ξ .

Beispiel

Aufbauend auf dem in Kapitel 9.3 betrachteten Beispiel eines Wahrscheinlichkeitsraums zur Modellierung des geichzeitigen Würfelns mit einem blauem und einem roten Würfel wollen wir mit der Summe der Würfelaugenzahlen ein erstes Beispiel für eine Zufallsvariable und ihre Verteilung betrachten. Wir haben in Kapitel 9.3 gesehen, dass ein sinnvolles Wahrscheinlichkeitsraummodell für das geichzeitige Würfeln mit einem blauem und einem roten Würfel durch $(\Omega, \mathcal{A}, \mathbb{P})$ mit

- $\Omega := \{(r,b)|r \in \mathbb{N}_6, b \in \mathbb{N}_6\},$
- $\mathcal{A} := \mathcal{P}(\Omega)$ und
- $\mathbb{P}: \mathcal{A} \to [0,1]$ mit $\mathbb{P}(\{(r,b)\}) = 1/36$ für alle $(r,b) \in \Omega$.

gegeben ist. Die Auswertung der Summe der beiden Würfelaugenzahlen wird dann sinnvoller Weise durch die Abbildung

$$\xi: \Omega \to \mathcal{X}, (r, b) \mapsto \xi((r, b)) := r + b, \tag{11.5}$$

beschrieben, wobei offenbar $\mathcal{X} := \{2,3,...,12\}$ gelten muss. Der Ergebnisraum der Zufallsvariable ist also wiederrum endlich und $\mathcal{S} := \mathcal{P}(\mathcal{X})$ ist eine sinnvolle σ -Algebra auf \mathcal{X} . Mithilfe der σ -Addivität von \mathbb{P} können wir nun die Verteilung \mathbb{P}_{ξ} von ξ für alle Elementarereignisse $\{x\} \in \mathcal{S}$ berechnen und damit insbesondere auch die Messbarkeit von ξ nachweisen, wie in untenstehender Tabelle gezeigt.

```
\mathbb{P}_{\boldsymbol{\xi}}(\{2\}) \qquad = \mathbb{P}\left(\boldsymbol{\xi}^{-1}(\{2\})\right) \qquad = \mathbb{P}\left(\{(1,1)\}\right)
                                                                                                                                                                            =\frac{1}{36}
\mathbb{P}_{\boldsymbol{\xi}}(\{3\}) \qquad = \mathbb{P}\left(\boldsymbol{\xi}^{-1}(\{3\})\right) \qquad = \mathbb{P}\left(\{(1,2),(2,1)\}\right)
\mathbb{P}_{\xi}(\{4\}) \qquad = \mathbb{P}\left(\xi^{-1}(\{4\})\right) \qquad = \mathbb{P}\left(\{(1,3),(3,1),(2,2)\}\right)
                                                                                                                                                                            =\frac{3}{26}
                         = \mathbb{P}\left(\xi^{-1}(\{5\})\right) = \mathbb{P}\left(\{(1,4),(4,1),(2,3),(3,2)\}\right)
\mathbb{P}_{\varepsilon}(\{5\})
\mathbb{P}_{\epsilon}(\{6\}) = \mathbb{P}\left(\xi^{-1}(\{6\})\right) = \mathbb{P}\left(\{(1,5),(5,1),(2,4),(4,2),(3,3)\}\right)
\mathbb{P}_{\xi}(\{7\}) = \mathbb{P}\left(\xi^{-1}(\{7\})\right) = \mathbb{P}\left(\{(1,6),(6,1),(2,5),(5,2),(3,4),(4,3)\}\right)
\mathbb{P}_{\xi}(\{8\}) = \mathbb{P}\left(\xi^{-1}(\{8\})\right) = \mathbb{P}\left(\{(2,6),(6,2),(3,5),(5,3),(4,4)\}\right)
\mathbb{P}_{\xi}(\{9\}) \qquad = \mathbb{P}\left(\xi^{-1}(\{9\})\right) \qquad = \mathbb{P}\left(\{(3,6),(6,3),(4,5),(5,4)\}\right)
                                                                                                                                                                            =\frac{4}{36}
\mathbb{P}_{\xi}(\{10\}) = \mathbb{P}\left(\xi^{-1}(\{10\})\right) = \mathbb{P}\left(\{(4,6),(6,4),(5,5)\}\right)
                                                                                                                                                                            =\frac{3}{36}
\mathbb{P}_{\xi}(\{11\}) = \mathbb{P}\left(\xi^{-1}(\{11\})\right) = \mathbb{P}\left(\{(5,6),(6,5)\}\right)
                                                                                                                                                                            =\frac{2}{36}
\mathbb{P}_{\boldsymbol{\xi}}(\{12\}) \quad = \mathbb{P}\left(\boldsymbol{\xi}^{-1}(\{12\})\right) \quad = \mathbb{P}\left(\{(6,6)\}\right)
                                                                                                                                                                            =\frac{1}{36}
```

Die Wahrscheinlichkeiten der Elementarereignisse in \mathcal{S} wiederrum erlauben mithilfe des Begriffs der Wahrscheinlichkeitsmassefunktion (vgl. Kapitel 9.2) das Berechnen beliebiger Ereigniswahrscheinlichkeiten hinsichtlich der Würfelaugenzahlsumme. Insgesamt haben wir basierend auf $(\Omega, \mathcal{A}, \mathbb{P})$ und ξ also ein weiteres Wahrscheinlichkeitsraummodell $(\mathcal{X}, \mathcal{S}, \mathbb{P}_{\xi})$ konstruiert.

Folgender \mathbf{R} Code demonstriert, wie mithilfe der computerbasierten Erzeugung zufälliger Ergebnisse die Konstruktion des hier betrachteten Beispiels für einen Durchgang eines Zufallsvorgangs simuliert werden kann.

```
# Wahrscheinlichkeitsraummodellformulierung
                = list()
= 1
                                                                         # Ergebnisrauminitialisierung
       Omega
                                                                         # Ergebnisindexinitialisierung
       idx
                                                                        # Ergebnisse roter Würfel
# Ergebnisse blauer Würfel
       for(r in 1:6){
            for(b in 1:6){
                  Omega[[idx]] = c(r,b)
                                                                        # \omega \in \Omega
# Ergebnisindexupdate
                                  = idx + 1 \}
                 idx
                   = length(Omega)
= rep(1/K,1,K)
                                                                        # Kardinalität von \Omega
# Wahrscheinlichkeitsfunktion \pi
       рi
10
11
                   = Omega[[which(rmultinom(1,1,pi) == 1)]] \ \# \ Auswahl \ von \ \ \ mathbb{P}({\normalcolor{0}{1}})
12
       # Realisierung der Zufallsvariable
xi_omega = sum(omega)
                                                                        # \xi(\omega)
 omega : 24
xi(omega) : 6
```

Im Kontext des Vermessens zufällig ausgewählter experimenteller Einheiten dienen Zufallsvariablen oft als Modelle für Messvorgänge. Betrachten wie beispielsweise die Bestimmung des Wertes eines Intelligenztests an zufällig ausgewählten Proband:innen (Abbildung 11.2), so ergibt sich folgende Interpretation: Der Ergebnisraum des zugrundeliegenden Wahrscheinlichkeitsraums (Ω) soll die Gesamtheit aller in Frage kommender Proband:innen darstellen und die Auswahl einer Proband:in aus diesem Raum die Auswahl eines Ergebnisses ω , welche mit Wahrscheinlichkeit $\mathbb{P}(\{\omega\})$ geschehen soll. Wird nun eine bestimmte Eigenschaft dieser Proband:in in idealisierter Weise

gemessen, so handelt es sich dabei um eine deterministische Abbildung auf einen dieser Probandin zugeordneten Messwert $\xi(\omega)$ im Raum der Messwerte \mathcal{X} . Die Messwerte selbst unterliegen dann einer Wahrscheinlichkeitsverteilung, die durch die zugrundeliegende Verteilung und die Art des Messvorgangs bestimmt wird.

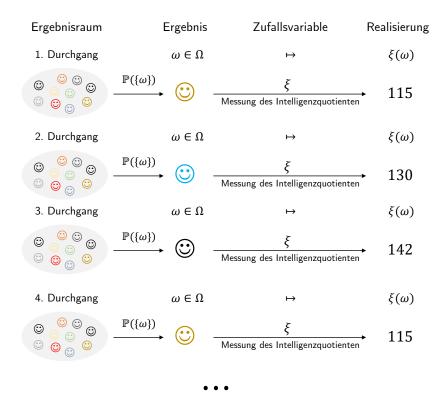


Abbildung 11.2. Zufallsvariable als Modell eines Messvorgangs.

Notation

Die Konventionen zur Notation der mit Zufallsvariablen assoziierten Wahrscheinlichkeiten und Verteilungen sind etwas gewöhnungsbedürftig, so dass wir sie in folgender Definition festhalten wollen.

Definition 11.3 (Notation für Zufallsvariablen). Es seien $(\Omega, \mathcal{A}, \mathbb{P})$ und $(\mathcal{X}, \mathcal{S}, \mathbb{P}_{\xi})$ Wahrscheinlichkeitsräume und $\xi : \Omega \to \mathcal{X}$ sei eine Zufallsvariable. Dann gelten mit $S \in \mathcal{S}$ und $x \in \mathcal{X}$ folgende Notationskonventionen für Ereignisse in \mathcal{A} :

$$\{\xi \in S\} := \{\omega \in \Omega | \xi(\omega) \in S\}$$

$$\{\xi = x\} := \{\omega \in \Omega | \xi(\omega) = x\}$$

$$\{\xi \le x\} := \{\omega \in \Omega | \xi(\omega) \le x\}$$

$$\{\xi < x\} := \{\omega \in \Omega | \xi(\omega) < x\}$$

$$\{\xi \ge x\} := \{\omega \in \Omega | \xi(\omega) \ge x\}$$

$$\{\xi > x\} := \{\omega \in \Omega | \xi(\omega) > x\}$$

Aus diesen Konventionen ergeben sich folgende Konventionen für Wahrscheinlichkeiten von Verteilungen

$$\begin{split} &\mathbb{P}_{\xi}\left(\xi \in S\right) = \mathbb{P}\left(\left\{\xi \in S\right\}\right) = \mathbb{P}\left(\left\{\omega \in \Omega \middle| \xi(\omega) \in S\right\}\right) \\ &\mathbb{P}_{\xi}\left(\xi = x\right) = \mathbb{P}\left(\left\{\xi = x\right\}\right) = \mathbb{P}\left(\left\{\omega \in \Omega \middle| \xi(\omega) = x\right\}\right) \\ &\mathbb{P}_{\xi}\left(\xi \leq x\right) = \mathbb{P}\left(\left\{\xi \leq x\right\}\right) = \mathbb{P}\left(\left\{\omega \in \Omega \middle| \xi(\omega) \leq x\right\}\right) \\ &\mathbb{P}_{\xi}\left(\xi < x\right) = \mathbb{P}\left(\left\{\xi < x\right\}\right) = \mathbb{P}\left(\left\{\omega \in \Omega \middle| \xi(\omega) < x\right\}\right) \\ &\mathbb{P}_{\xi}\left(\xi \geq x\right) = \mathbb{P}\left(\left\{\xi \geq x\right\}\right) = \mathbb{P}\left(\left\{\omega \in \Omega \middle| \xi(\omega) \geq x\right\}\right) \\ &\mathbb{P}_{\xi}\left(\xi > x\right) = \mathbb{P}\left(\left\{\xi < x\right\}\right) = \mathbb{P}\left(\left\{\omega \in \Omega \middle| \xi(\omega) > x\right\}\right). \end{split}$$

Oft wird zudem auf das Subskript bei Verteilungssymbolen verzichtet und zum Beispiel $\mathbb{P}_{\xi}(\xi \in S)$ nur als $\mathbb{P}(\xi \in S)$ geschrieben, solange sich aus dem Kontext keine Verwechselungsmöglichkeit der beiden Wahrscheinlichkeitsmaße ergeben kann.

Wir wollen diesen Abschnitt mit einem technischem Theorem zum Rechnen mit Zufallsvariablen abschließen.

Theorem 11.1 (Arithmetik reeller Zufallsvariablen). $(\Omega, \mathcal{A}, \mathbb{P})$ sei ein Wahrscheinlichkeitsraum, $(\mathbb{R}, \mathcal{B}(\mathbb{R}))$ sei der reelle Messraum, $\xi : \Omega \to \mathbb{R}$, $\upsilon : \Omega \to \mathbb{R}$ seien reellwertige Zufallsvariablen und $c \in \mathbb{R}$ sei eine Konstante. Weiterhin seien

$$\xi + c : \Omega \to \mathbb{R}, \omega \mapsto (\xi + c)(\omega) := \xi(\omega) + c \text{ für } c \in \mathbb{R}$$

$$c\xi : \Omega \to \mathbb{R}, \omega \mapsto (c\xi)(\omega) := c\xi(\omega) \text{ für } c \in \mathbb{R}$$

$$\xi + v : \Omega \to \mathbb{R}, \omega \mapsto (\xi + v)(\omega) := \xi(\omega) + v(\omega)$$

$$\xi v : \Omega \to \mathbb{R}, \omega \mapsto (\xi v)(\omega) := \xi(\omega)v(\omega)$$

$$(11.6)$$

die Addition einer Konstante zu einer reellwertigen Zufallsvariable, die Multiplikation einer reellwertigen Zufallsvariable mit einer Konstante, die Addition zweier reellwertiger Zufallsvariablen und die Multiplikation zweier reellwertigen Zufallsvariablen, respektive. Dann sind auch $\xi + c$, $c\xi$, $\xi + v$ und ξv reellwertige Zufallsvariablen.

Für einen Beweis dieses Theorems verweisen wir auf die weiterführende Literatur, beispielsweise Hesse (2009). Intuitiv besagt Theorem 11.1, dass sowohl Addition einer zufälligen Größe zu einer konstanten Größe, als auch die Multiplikation einer zufälligen Größe mit einer Konstante, als auch die Addition zweier zufälliger Größen und schließlich auch die Multiplikation zweier zufälliger Größen immer wieder zufällige Größen mit ihren dann eigenen Verteilungen ergeben.

11.2. Wahrscheinlichkeitsmassefunktionen

In diesem Abschnitt führen wir mit den Wahrscheinlichkeitsmassefunktionen (WMFen) ein Hilfsmittel ein, um Verteilungen von Zufallsvariablen mit diskretem (genauer endlichem oder abzählbarem) Ergebnisraum zu definieren. Wir illustrieren den Begriff anhand dreier wichtiger Beispiele, den Bernoulli- und Binomialzufallsvariablen sowie den diskret-gleichverteilten Zufallsvariablen. Wir definieren zunächst den Begriff der WMF wie folgt.

•

0

Definition 11.4 (Diskrete Zufallsvariable und Wahrscheinlichkeitsmassefunktion). Eine Zufallsvariable ξ heißt diskret, wenn ihr Ergebnisraum \mathcal{X} endlich oder abzählbar ist und eine Funktion der Form

$$p_{\varepsilon}: \mathcal{X} \to \mathbb{R}_{>0}, x \mapsto p_{\varepsilon}(x)$$
 (11.7)

existiert, für die gilt

- $\begin{array}{ll} (1) \; \sum_{x \in \mathcal{X}} p_{\xi}(x) = 1 \text{ und} \\ (2) \; \mathbb{P}_{\xi}(\xi = x) = p_{\xi}(x) \text{ für alle } x \in \mathcal{X}. \end{array}$

Eine entsprechende Funktion p_{ξ} heißt Wahrscheinlichkeitsmassefunktion (WMF) von ξ .

Wir erinnern daran, dass eine Menge abzählbar heißt, wenn sie bijektiv auf \mathbb{N} abgebildet werden kann. Im Deutschen nennt man WMFen auch Zähldichten. Im Englischen nennt man WMFen probability mass functions (PMFs), an diesem Begriff orientieren wir uns hier. Der notationellen Einfachheit halber verzichtet man wie bei den Bildmaßen auch bei WMFen meist auf das Subskript ξ , schreibt also einfach p(x) anstelle von $p_{\xi}(x)$, wenn aus dem Kontext klar ist, auf welche Zufallsvariable sich die WMF bezieht. Ohne Beweis halten wir fest, dass jede Funktion $p: \mathcal{X} \to \mathbb{R}_{\geq 0}$, die die Normiertheiteigenschaft $\sum_{x \in \mathcal{X}} p(x) = 1$ besitzt als WMF einer Zufallsvariable interpretiert werden kann.

Beispiele

Wir wollen mit den Bernoulli-Zufallsvariablen, den Binomial-Zufallsvariablen und den Diskrete-gleichverteilten Zufallsvariablen drei erste Beispiel für die Definition von Verteilungen mithilfe von WMFen betrachten.

Definition 11.5 (Bernoulli Zufallsvariable). Es sei ξ eine Zufallsvariable mit Ergebnisraum $\mathcal{X} = \{0, 1\}$ und WMF

$$p: \mathcal{X} \to [0, 1], x \mapsto p(x) := \mu^x (1 - \mu)^{1 - x} \text{ mit } \mu \in [0, 1].$$
 (11.8)

Dann sagen wir, dass ξ einer Bernoulli-Verteilung mit Parameter $\mu \in [0,1]$ unterliegt und nennen ξ eine Bernoulli-Zufallsvariable. Wir kürzen dies mit $\xi \sim \text{Bern}(\mu)$ ab. Die WMF einer Bernoulli-Zufallsvariable bezeichnen wir mit

Bern
$$(x; \mu) := \mu^x (1 - \mu)^{1 - x}$$
. (11.9)

Bernoulli-Zufallsvariablen können immer dann zur probabilistischen Modellierung genutzt werden, wenn das betrachtete Phänomen binär ist und die möglichen Werte der Zufallsvariable bijektiv auf $\{0,1\}$ abgebildet werden können. Man beachte, dass die funktionale Form der Bernoulli-Zufallsvariable Bern $(x; \mu)$ nur für $x \in \{0, 1\}$ Sinn ergibt und nicht etwa für $x \in \{\text{Heads, Tails}\}$. Bildet man aber die möglichen Ergebnisse eines Münzwurfes auf $\{0,1\}$ ab, also definiert etwa 0 := Heads und 1 := Tails, so kann eine Bernoulli-Zufallsvariable durchaus als Modell eines Münzwurfs dienen.

Der Parameter $\mu \in [0,1]$ einer Bernoulli-Zufallsvariable ist die Wahrscheinlichkeit dafür, dass die Zufallsvariable ξ den Wert 1 annimmt, dies erkennt man anhand von

$$\mathbb{P}(\xi = 1) = \mu^{1}(1 - \mu)^{1 - 1} = \mu. \tag{11.10}$$

Wir visualisieren die WMFen von Bernoulli-Zufallsvariablen für $\mu := 0.1, \mu := 0.5$ und $\mu := 0.7$ in Abbildung 11.3.

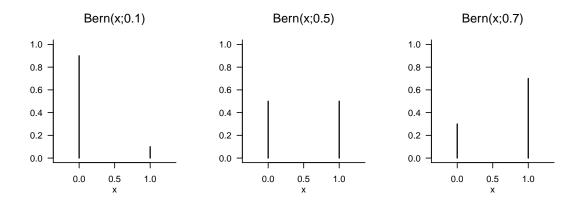


Abbildung 11.3. WMFen von Bernoulli-Zufallsvariablen.

Definition 11.6 (Binomialzufallsvariable). Es sei ξ eine Zufallsvariable mit Ergebnisraum $\mathcal{X} := \mathbb{N}_n^0$ und WMF

$$p: \mathcal{X} \to [0,1], x \mapsto p(x) := \binom{n}{x} \mu^x (1-\mu)^{n-x} \text{ für } \mu \in [0,1]. \tag{11.11}$$

Dann sagen wir, dass ξ einer Binomialverteilung mit Parametern $\mu \in [0,1]$ und $n \in \mathbb{N}$ unterliegt und nennen ξ eine Binomial-Zufallsvariable. Wir kürzen dies mit $\xi \sim \text{Bin}(\mu, n)$ ab. Die WMF einer Binomial-Zufallsvariable bezeichnen wir mit

Bin
$$(x; \mu, n) := \binom{n}{x} \mu^x (1 - \mu)^{n-x}$$
. (11.12)

Ohne Beweis halten wir fest, dass eine Binomial-Zufallsvariable als Modell der Summe von n unabhängig und identisch verteilten Bernoulli-Zufallsvariablen genutzt werden kann. Insbesondere gilt also $\text{Bin}(x;\mu,1) = \text{Bern}(x;\mu)$. Binomial-Zufallsvariablen haben die Eigenschaft, dass mit n einer ihrer Parameter nicht nur die funktionale Form ihrer WMF, sondern auch ihren Ergebnisraum \mathcal{X} festlegt. Wir visualisieren die WMFen von Binomial-Zufallsvariablen für $(\mu,n) := (0.1,5), (\mu,n) := (0.5,10)$ und $(\mu,n) := (0.7,15)$ in Abbildung 11.4.

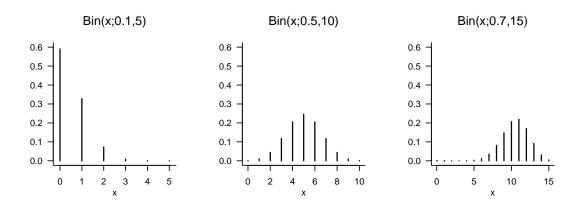


Abbildung 11.4. WMFen von Binomial-Zufallsvariablen.

Definition 11.7 (Diskret-gleichverteilte Zufallsvariable). Es sei ξ eine diskrete Zufallsvariable mit endlichem Ergebnisraum \mathcal{X} und WMF

$$p: \mathcal{X} \to \mathbb{R}_{\geq 0}, x \mapsto p(x) := \frac{1}{|\mathcal{X}|}.$$
 (11.13)

Dann sagen wir, dass ξ einer diskreten Gleichverteilung unterliegt und nennen ξ eine diskret-gleichverteilte Zufallsvariable. Wir kürzen dies mit $\xi \sim U(|\mathcal{X}|)$ ab. Die WMF einer diskret-gleichverteilten Zufallsvariable bezeichnen wir mit

$$U(x; |\mathcal{X}|) := \frac{1}{|\mathcal{X}|}.$$
(11.14)

•

Diskrete-gleichverteilte Zufallsvariable können offenbar immer dann zur probabilistischen Modellierung genutzt werden, wenn die möglichen diskreten Ergebnisse des modellierten Phänomenens die gleiche Wahrscheinlichkeit haben. Im Fall der diskret-gleichverteilten Zufallsvariablen braucht es zur Definition ihrer funktionalen Form nach Festlegung des Ergebnisraums keinen weiteren Parameter. Offenbar gilt für $\mathcal{X} := \{0,1\}$.

$$U(x; |\mathcal{X}|) = \text{Bern}(x; 0.5) = \text{Bin}(x; 1, 0.5)$$
(11.15)

Wir visualisieren die WMFen von diskret-gleichverteilten Zufallsvariablen für $\mathcal{X} := \{\{0,1\} \ \mathcal{X} := \{-3,-2,-1,0,1\}\}$ und $\mathcal{X} := \{-4,-3,-2,-1,0,1,2,3,4\}$ in Abbildung 11.5. Man beachte, dass Definition 11.7 formal die Sequentialität der Elemente von \mathcal{X} nicht erfordert, man kann also genauso eine diskret-gleichverteilte Zufallsvariable mit Ergebnisraum $\mathcal{X} := \{1,5,7\}$ oder auch nicht numerischen Ergebnisraum $\mathcal{X} := \{a,b,x,y\}$ definieren.

11.3. Wahrscheinlichkeitsdichtefunktionen

In diesem Abschnitt führen wir mit den Wahrscheinlichkeitsdichtefunktionen (WDFen) ein Hilfsmittel ein, um Verteilungen von Zufallsvariablen mit kontinuierlichem (genauer

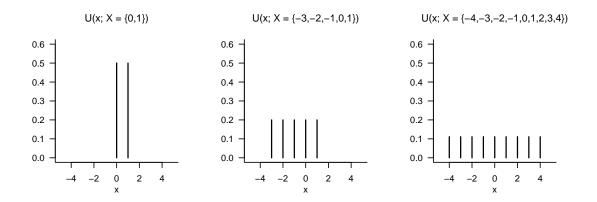


Abbildung 11.5. WMFen von diskret-gleichverteilten Zufallsvariablen.

überabzählbarem) Ergebnisraum zu definieren. Wir illustrieren den Begriff zunächst an der grundlegendsten aller Zufallsvariablen, der normalverteilten Zufallsvariable. Mit der Gamma-Zufallsvariable, der Beta-Zufallsvariable und der diskret-gleichverteilten Zufallsvariable wollen wir dann noch drei Beispiele von Zufallsvariablen betrachten, die sowohl in der Modellformulierung der Frequentistischen als auch der Bayesianischen Inferenz an vielen Stellen eingesetzt werden. Wir definieren den Begriff der WDF wie folgt.

Definition 11.8 (Kontinuierliche Zufallsvariable und Wahrscheinlichkeitsdichtefunktion). Eine Zufallsvariable ξ heißt kontinuierlich, wenn \mathbb{R} der Ergebnisraum von ξ ist und eine Funktion

$$p_{\xi}: \mathbb{R} \to \mathbb{R}_{>0}, x \mapsto p_{\xi}(x) \tag{11.16}$$

existiert, für die gilt

(1)
$$\int_{-\infty}^{\infty} p_{\xi}(x) \, dx = 1$$
 und

(2)
$$\mathbb{P}_{\xi}(\xi \in [a,b]) = \int_{a}^{b} p_{\xi}(x) dx$$
 für alle $a, b \in \mathbb{R}$ mit $a \leq b$.

Eine entsprechende Funktion p_{ξ} heißt Wahrscheinlichkeitsdichtefunktion (WDF) von ξ .

Im Englischen nennt man WDFen probability density functions (PDFs). Der notationellen Einfachheit halber verzichtet man wie bei den Bildmaßen und den WMFen auch bei WDFen meist auf das Subskript ξ , schreibt also einfach p(x) anstelle von $p_{\xi}(x)$, wenn aus dem Kontext klar ist, auf welche Zufallsvariable sich die WDF bezieht. Ohne Beweis halten wir fest, dass jede Funktion $p: \mathbb{R} \to \mathbb{R}_{\geq 0}$, für deren uneigentliches Integral $\int_{-\infty}^{\infty} p_{\xi}(x) \, dx = 1$ gilt, die also normiert ist, als WDF einer Zufallsvariable interpretiert werden kann.

Im Umgang mit WDFen und in Abgrenzung zu WMFen sollte man sich die Dichteeigenschaft einer WDF immer bewusst machen: Die Werte einer WDF stellen keine Wahrscheinlichkeiten, sondern Wahrscheinlichkeitsdichten dar, Wahrscheinlichkeiten werden aus WDFen durch Integration berechnet. Wie im physikalischen Sinn ergibt sich die einem reellen Intervall zugeordnete Wahrscheinlichkeit(smasse) also erst durch "Multiplikation" mit dem enstprechenden "Intervallvolumen". Man denke hierzu auch

•

an die Approximation des bestimmten Integrals $\int_a^b p_{\xi}(x) dx$ durch einen Riemannschen Summenterm (vgl. Definition 7.3). Intuitiv gilt also

$$(Wahrscheinlichkeits)Masse = (Wahrscheinlichkeits)Dichte \cdot (Mengen)Volumen, (11.17)$$

wobei sich das Volumen im Sinne des Lebesgue-Maßes auf die Breite des Intervalls [a, b] bezieht. Wie in der physikalischen Analogie ist die Wahrscheinlichkeitsmasse eines Intervalls ohne Volumen gleich Null,

$$\mathbb{P}_{\xi}(\xi = a) = \int_{a}^{a} p(x) \, dx = 0. \tag{11.18}$$

Ferner gilt, dass bei entsprechend kleinen Intervallen WDFen auch Werte größer als 1 annehmen können, auch wenn dies für die Wahrscheinlichkeit, die sich dann durch entsprechende Integration ergibt, nicht der Fall sein kann. Schließlich sei trotz dieser technischen Feinheiten folgende Intuition betont: Betrachtet man die graphische Darstellung der WDF einer Zufallsvariable und stellt sich eine Zerlegung von $\mathbb R$ in gleich große Intervalle vor, so besitzt die Zufallsvariable natürlich eine höhere Wahrscheinlichkeit dafür, Werte in einem Intervall mit assoziierter höherer Wahrscheinlichkeitsdichte anzunehmen als Werte in einem Intervall mit assoziierter relativ niedrigerer Wahrscheinlichkeitsdichte.

Normalverteilte Zufallsvariablen

Mit der normalverteilten Zufallsvariable wollen wir als erstes Beispiel für die Definition einer kontinuierlichen Zufallsvariable mithile einer WDF nun die wichtigste Zufallsvariable der probabilistischen Modellbildung einführen.

Definition 11.9 (Normalverteilte Zufallsvariable). Es sei ξ eine Zufallsvariable mit Ergebnisraum \mathbb{R} und WDF

$$p: \mathbb{R} \to \mathbb{R}_{>0}, x \mapsto p(x) := \frac{1}{\sqrt{2\pi\sigma^2}} \exp\left(-\frac{1}{2\sigma^2}(x-\mu)^2\right). \tag{11.19}$$

Dann sagen wir, dass ξ einer Normalverteilung mit Parametern $\mu \in \mathbb{R}$ und $\sigma^2 > 0$ unterliegt und nennen ξ eine normalverteilte Zufallsvariable. Wir kürzen dies mit $\xi \sim N(\mu, \sigma^2)$ ab. Die WDF einer normalverteilten Zufallsvariable bezeichnen wir mit

$$N(x; \mu, \sigma^2) := \frac{1}{\sqrt{2\pi\sigma^2}} \exp\left(-\frac{1}{2\sigma^2}(x-\mu)^2\right).$$
 (11.20)

Eine normalverteilte Zufallsvariable mit $\mu=0$ und $\sigma^2=1$ nennt man eine standardnormalverteilte Zufallsvariable

Wir visualisieren die WDFen von normalverteilten Zufallsvariablen für $(\mu, \sigma^2) := (0,1), (\mu, \sigma^2) := (-2.5, 10)$ und $(\mu, \sigma^2) := (3,0.5)$ in Abbildung 11.6. Man macht sich an dieser Abbildung graphisch klar, dass die WDFen von normalverteilten Zufallsvariablen immer genau einen Werte höchster Wahrscheinlichkeitsdichte haben und zwar an der Stelle des Parameters $\mu \in \mathbb{R}$. Dies ergibt sich durch die Tatsache, dass das Argument der Exponentialfunktion in der funktionalen Form von $N(x; \mu, \sigma^2)$ aufgrund des negativen

Wahrscheinlichkeitstheorie und Frequentistische Inferenz | © 2023 Dirk Ostwald CC BY 4.0

•

Vorzeichens des Quadrates von $x-\mu$ und der Positivität von σ^2 immer nicht-positiv ist und die Exponentialfunktion auf den nicht-positiven reellen Zahlen ihr Maximum bei $x=\mu$, also $x-\mu=0$ annimmt. Weiterhin macht man sich graphisch klar, dass der Parameter $\sigma^2>0$ die Breite der WDF einer normalverteilten Zufallsvariable enkodiert.

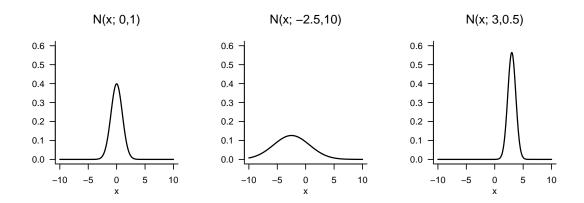


Abbildung 11.6. WDFen von normalverteilten Zufallsvariablen.

Weitere Beispiele

Wir wollen mit den Gamma-Zufallsvariablen, den Beta-Zufallsvariablen und den gleichverteilten Zufallsvariablen drei weitere Beispiele für die Definition von Verteilungen mithilfe von WDFen betrachten.

Definition 11.10 (Gamma-Zufallsvariable). Es sei ξ eine Zufallsvariable mit Ergebnisraum $\mathcal{X} := \mathbb{R}_{>0}$ und WDF

$$p: \mathbb{R}_{>0} \to \mathbb{R}_{>0}, x \mapsto p(x) := \frac{1}{\Gamma(\alpha)\beta^{\alpha}} x^{\alpha-1} \exp\left(-\frac{x}{\beta}\right), \tag{11.21}$$

wobei Γ die Gammafunktion bezeichne. Dann sagen wir, dass ξ einer Gammaverteilung mit Formparameter $\alpha>0$ und Skalenparameter $\beta>0$ unterliegt und nennen ξ eine gammaverteilte Zufallsvariable. Wir kürzen dies mit $\xi\sim G(\alpha,\beta)$ ab. Die WDF einer gammaverteilen Zufallsvariable bezeichnen wir mit

$$G(x; \alpha, \beta) := \frac{1}{\Gamma(\alpha)\beta^{\alpha}} x^{\alpha - 1} \exp\left(-\frac{x}{\beta}\right). \tag{11.22}$$

Die spezielle Gamma-Zufallsvariable mit WDF $G\left(x;\frac{n}{2},2\right)$ wird Chi-Quadrat (χ^2) Verteilung mit n Freiheitsgraden genannt. Wir visualisieren die WDFen von Gamma-Zufallsvariablen für $(\alpha,\beta):=(1,1), (\alpha,\beta):=(2,2)$ und $(\alpha,\beta):=(5,1)$ in Abbildung 11.7.

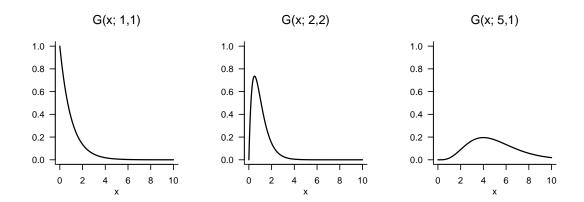


Abbildung 11.7. WDFen von Gamma-Zufallsvariablen.

Definition 11.11 (Beta-Zufallvariable). Es sei ξ eine Zufallsvariable mit Ergebnisraum $\mathcal{X} := [0, 1]$ und WDF

$$p: \mathcal{X} \rightarrow [0,1], x \mapsto p(x) := \frac{\Gamma(\alpha+\beta)}{\Gamma(\alpha)\Gamma(\beta)} x^{\alpha-1} (1-x)^{\beta-1} \text{ mit } \alpha, \beta \in \mathbb{R}_{>0}, \tag{11.23}$$

wobei Γ die Gammafunktion bezeichne. Dann sagen wir, dass ξ einer Beta-Verteilung mit Parametern $\alpha>0$ und $\beta>0$ unterliegt, und nennen ξ eine Beta-verteilte Zufallsvariable. Wir kürzen dies mit $\xi\sim \mathrm{Beta}(\alpha,\beta)$ ab. Die WDF einer Beta-verteilten Zufallsvariable bezeichnen wir mit

$$\operatorname{Beta}(x; \alpha, \beta) := \frac{\Gamma(\alpha + \beta)}{\Gamma(\alpha)\Gamma(\beta)} x^{\alpha - 1} (1 - x)^{\beta - 1}. \tag{11.24}$$

Dadurch, dass der Ergebnisraum einer Beta-Zufallsvariable auf das Intervall $\mathcal{X} := [0,1]$ (für $\alpha < 1, \beta < 1$ genauer $\mathcal{X} :=]0,1[$) beschränkt ist, bietet sich eine Beta-Zufallsvariable unter anderem dafür an, Wahrscheinlichkeiten von Wahrscheinlichkeiten (also Werten zwischen 0 und 1) zu beschreiben. Wir visualisieren die WDFen von Beta-Zufallsvariablen für $(\alpha, \beta) := (1,1), (\alpha, \beta) := (3,2)$ und $(\alpha, \beta) := (10,5)$ in Abbildung 11.8.

Mit den gleichverteilten Zufallsvariablen betrachten wir abschließend noch das Analogon zu diskret-gleichverteilten Zufallsvariablen für den Fall kontinuierlicher Zufallsvariablen.

Definition 11.12 (Gleichverteilte Zufallsvariable). Es sei ξ eine kontinuierliche Zufallsvariable mit Ergebnisraum $\mathbb R$ und WDF

$$p: \mathbb{R} \to \mathbb{R}_{\geq 0}, x \mapsto p(x) := \begin{cases} \frac{1}{b-a} & x \in [a, b] \\ 0 & x \notin [a, b] \end{cases}. \tag{11.25}$$

Dann sagen wir, dass ξ einer Gleichverteilung mit Parametern a und b unterliegt und nennen ξ eine gleichverteilte Zufallsvariable. Wir kürzen dies mit $\xi \sim U(a,b)$ ab. Die WDF einer gleichverteilten Zufallsvariable bezeichnen wir mit

$$U(x; a, b) := \frac{1}{b - a}. (11.26)$$

•

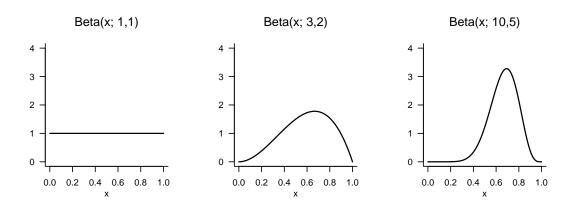


Abbildung 11.8. WDFen von Beta-Zufallsvariablen.

Wir visualisieren die WDFen von gleichverteilten Zufallsvariablen für (a,b) := (0,1), (a,b) := (-3,1) und (a,b) := (-4,4) in Abbildung 11.9.

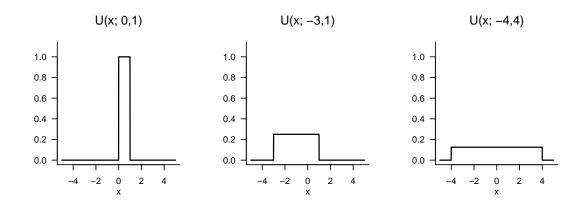


Abbildung 11.9. WDFen von gleichverteilten-Zufallsvariablen.

11.4. Kumulative Verteilungsfunktionen

Im letzten Abschnitt dieses Kapitels wollen wir mit den kumulativen Verteilungsfunktionen (KVFen) eine weitere Möglichkeit einführen, die Verteilungen von diskreten oder kontinuierlichen Zufallsvariablen festzulegen. Es ist allgemein allerdings eher üblich, dies mithilfe von WMFen oder WDFen zu tun. Trotzdem sind KVFen an vielen Stellen nützlich, da sie sowohl für diskrete als nauch kontinuierliche Zufallsvariablen einen direkten Zusammenhang zwischen Werten der Zufallsvariable und bestimmten Wahrscheinlichkeiten herstellen, der in der Anwendung ohne Summation oder Integration auskommt. Wir betrachten zunächst die allgemeine Definition von KVFen für sowohl diskrete als auch kontinuierliche Zufallsvariablen und wenden uns dann den KVFen von diskreten und den KVFen von kontiniuerlichen Zufallsvariablen im einzelnen zu. Für eine beliebige Zufallsvariable definieren wir den Begriff der KVF wie folgt.

Definition 11.13 (Kumulative Verteilungsfunktion). Die kumulative Verteilungsfunktion (KVF) einer Zufallsvariable ξ ist definiert als

$$P_{\varepsilon}: \mathbb{R} \to [0, 1], x \mapsto P_{\varepsilon}(x) := \mathbb{P}_{\varepsilon}(\xi \le x). \tag{11.27}$$

•

Man beachte, dass $P_{\xi}(x)$ ist für jedes $x \in \mathbb{R}$ definiert ist, auch wenn für ein gegebenes $x \in \mathbb{R}$ gilt, dass $x \notin \mathcal{X}$. Wie bereits für Wahrscheinlichkeitsverteilungen, WMFen und WDFen gesehen verzichtet man meist auf das Subskript ξ , wenn aus dem Kontext klar ist, auf welche Zufallsvariable sich eine gegebene KVF bezieht. Mithilfe von KVFen können zum Beispiel Überschreitungswahrscheinlichkeiten und Intervallwahrscheinlichkeiten von Zufallsvariablen direkt ausgewertet werden. Dies ist der Inhalt folgender Theoreme.

Theorem 11.2 (Überschreitungswahrscheinlichkeit). Es sei ξ eine Zufallsvariable mit Ergebnisraum \mathcal{X} und P ihre kumulative Verteilungsfunktion. Dann gilt für die Überschreitungswahrscheinlichkeit $\mathbb{P}(\xi > x)$, dass

$$\mathbb{P}(\xi > x) = 1 - P(x) \text{ für alle } x \in \mathcal{X}. \tag{11.28}$$

0

Beweis. Die Ereignisse $\{\xi > x\}$ und $\{\xi \le x\}$ sind disjunkt und

$$\Omega = \{\omega \in \Omega | \xi(\omega) > x\} \cup \{\omega \in \Omega | \xi(\omega) \le x\} = \{\xi > x\} \cup \{\xi \le x\}. \tag{11.29}$$

Mit der $\sigma\text{-}\text{Additivit\"{a}t}$ von $\mathbb P$ folgt dann

$$\begin{split} \mathbb{P}(\Omega) &= 1 \\ \Leftrightarrow \mathbb{P}(\{\xi > x\} \cup \{\xi \le x\}) &= 1 \\ \Leftrightarrow \mathbb{P}(\{\xi > x\}) + \mathbb{P}(\{\xi \le x\}) &= 1 \\ \Leftrightarrow \mathbb{P}(\{\xi > x\}) &= 1 - \mathbb{P}(\{\xi \le x\}) \\ \Leftrightarrow \mathbb{P}(\{\xi > x\}) &= 1 - P(x). \end{split} \tag{11.30}$$

Theorem 11.3 (Intervallwahrscheinlichkeiten). Es sei ξ eine Zufallsvariable mit Ereignisraum \mathcal{X} und P ihre KVF. Dann gilt für die Intervallwahrscheinlichkeit $\mathbb{P}(\xi \in [x_1, x_2])$, dass

$$\mathbb{P}(\xi \in [x_1, x_2]) = P(x_2) - P(x_1) \text{ für alle } x_1, x_2 \in \mathcal{X} \text{ mit } x_1 < x_2. \tag{11.31}$$

0

Beweis. Wir betrachten die Ereignisse $\{\xi \leq x_1\}, \{x_1 < \xi \leq x_2\}$ und $\{\xi \leq x_2\}$, wobei

$$\{\xi \le x_1\} \cap \{x_1 < \xi \le x_2\} = \emptyset \text{ und } \{\xi \le x_1\} \cup \{x_1 < \xi \le x_2\} = \{\xi \le x_2\}. \tag{11.32}$$

gelten. Mit der σ -Additivität von $\mathbb P$ gilt dann

$$\begin{split} \mathbb{P}(\{\xi \leq x_1\} \cup \{x_1 < \xi \leq x_2\}) &= \mathbb{P}(\{\xi \leq x_2\}) \\ \Leftrightarrow \mathbb{P}(\{\xi \leq x_1\}) + \mathbb{P}(\{x_1 < \xi \leq x_2\}) &= \mathbb{P}(\{\xi \leq x_2\}) \\ \Leftrightarrow \mathbb{P}(\{x_1 < \xi \leq x_2\}) &= \mathbb{P}(\{\xi \leq x_2\}) - \mathbb{P}(\{\xi \leq x_1\}) \\ \Leftrightarrow \mathbb{P}(\{x_1 < \xi \leq x_2\}) &= P(x_2) - P(x_1) \\ \Leftrightarrow \mathbb{P}(\xi \in]x_1, x_2]) &= P(x_2) - P(x_1). \end{split} \tag{11.33}$$

Folgendes Theorem gibt drei zentrale Eigenschaften von KVFen an. Dabei besagt die dritte Eigenschaft, dass eine KVF keine Sprünge hat, wenn man sich Grenzpunkten von rechts nähert. Tatsächlich sind die diskutierten Eigenschaften auch gerade die definierenden Eigenschaften von KVFen, das heißt, jede Funktion P, die die Eigenschaften von Theorem 11.4 erfüllt, kann als eine KVF einer Zufallsvariable interpretiert werden. Für einen Beweis dieser Tatsache verweisen wir auf die weiterführende Literatur.

Theorem 11.4 (Eigenschaften von kumulative Verteilungsfunktionen). Es sei ξ eine Zufallsvariable und P ihre kumulative Verteilungsfunktion. Dann hat P die folgenden Eigenschaften

- (1) P ist monoton steigend, i.e., wenn $x_1 < x_2$, dann gilt $P(x_1) \le P(x_2)$.
- (2) $\lim_{x\to-\infty} P(x) = 0$ und $\lim_{x\to\infty} P(x) = 1$.
- (3) P ist rechtsseitig stetig, d.h., $P(x) = P(x^+) = \lim_{y \to x, y > x} P(y)$ für alle $x \in \mathbb{R}$

0

Beweis. Wir betrachten die Eigenschaften nacheinander.

(1) Wir halten zunächst fest, dass für Ereignisse $A \subset B$ gilt, dass $\mathbb{P}(A) \leq \mathbb{P}(B)$. Wir halten dann fest, dass für $x_1 < x_2$,

$$\{\xi \leq x_1\} = \{\omega \in \Omega | \xi(\omega) \leq x_1\} \subset \{\omega \in \Omega | \xi(\omega) \leq x_2\} = \{\xi \leq x_2\}. \tag{11.34}$$

Also gilt

$$\mathbb{P}(\{\xi \leq x_1\}) \leq \mathbb{P}\{\xi \leq x_2\} \Rightarrow P(x_1) \leq P(x_2). \tag{11.35}$$

- (2) Für einen Beweis verweisen wir auf die weiterführende Literatur.
- (3) Wir definieren

$$P(x^{+}) = \lim_{y \to x, y > x} P(y). \tag{11.36}$$

Seien nun $y_1>y_2>\cdots$ so, dass $\lim_{n\to\infty}y_n=x.$ Dann gilt

$$\{\xi \le x\} = \bigcap_{n=1}^{\infty} \{\xi \le y_n\}. \tag{11.37}$$

Es gilt also

$$P(x) = \mathbb{P}(\{\xi \leq x\}) = \mathbb{P}(\cap_{n=1}^{\infty}\{\xi \leq y_n\}) = \lim_{n \to \infty} \mathbb{P}(\{\xi \leq y_n\}) = P\left(x^+\right), \tag{11.38}$$

wobei wir die dritte Gleichung unbegründet stehen lassen.

KVFen von diskreten Zufallsvariablen

Anhand von Abbildung 11.10 und Abbildung 11.11 wollen wir uns obige Eigenschaften von KVFen diskreter Zufallsvariablen visuell verdeutlichen. Dabei sollte man immer vor Augen haben, dass der Wert P(x) einer KVF für den Ergebniswert x der Zufallsvariable x der Wahrscheinlichkeit $\mathbb{P}_{\xi}(\xi \leq x)$ entspricht, also die Wahrscheinlichkeit dafür ist, dass die Zufallsvariable ξ Werte kleiner oder gleich x annimmt. Liest man diese Wahrscheinlichkeiten entsprechend aus den Darstellungen der korrespondierenden WMF ab, so ergeben sich die funktionale Form der KVFen im Vergleich mit den entsprechenden WMFen intuitiv. Weiterhin erschließen sich auch folgende Eigenschaften der KVFen von diskreten Zufallsvariablen intuitiv: Wennn a < b und $\mathbb{P}(a < \xi < b) = 0$ ist, dann ist die KVF von ξ konstant horizontal auf a0. Weiterhin gilt, dass an jedem Punkt x1.

 $\mathbb{P}(\xi=x)>0$ die KVF um den Betrag $\mathbb{P}(\xi=x)$ springt, an dieser Stelle also linksseitig nicht stetig ist. Allgemein ist die KVF einer diskreten Zufallsvariable mit Ergebnisraum \mathbb{N}_0 durch

$$P: \mathbb{R} \to [0, 1], x \mapsto P(x) := \sum_{k=0}^{\lfloor x \rfloor} \mathbb{P}(\xi = k)$$
 (11.39)

gegeben, wobei |x| die Abrundungsfunktion bezeichnet.

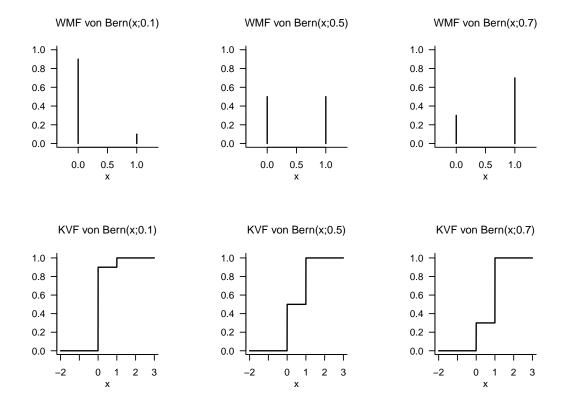


Abbildung 11.10. WMFen und KVFen von Bernoulli-Zufallsvariablen.

KVFen von kontinuierlichen Zufallsvariablen

Die KVFen von kontinuierlichen Zufallsvariablen sind analytisch etwas zugänglicher als die KVFen von diskreten Zufallsvariablen, da sie keine Unstetigkeitsstellen aufweisen. Wir haben zunächst folgendes, vielleicht etwas überraschendes Theorem.

Theorem 11.5 (Kumulative Verteilungsfunktionen von kontinuierlichen Zufallsvariablen). ξ sei eine kontinuierliche Zufallsvariable mit WDF p und KVF P. Dann gilt

$$P(x) = \int_{-\infty}^{x} p(s) ds \ und \ p(x) = P'(x). \tag{11.40}$$

0

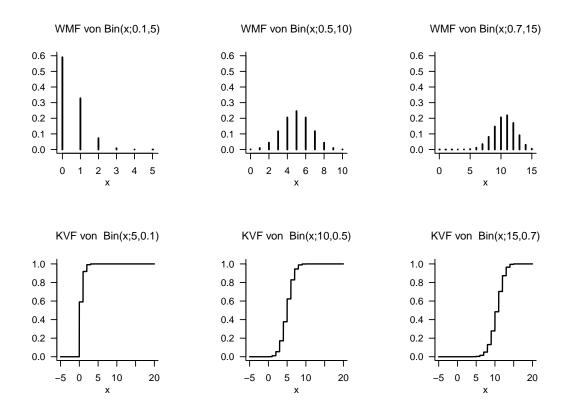


Abbildung 11.11. WMFen und KVFen von Binomial-Zufallsvariablen.

Beweis. Wir halten zunächst fest, dass weil $\mathbb{P}(\xi = x) = 0$ für alle $x \in \mathbb{R}$ gilt, die KVF von ξ keine Sprünge hat, d.h. P ist stetig. Mit der Definitionen von WDF und KVF, folgt, dass P die Form einer Stammfunktion von p hat. Dass p die Ableitung von P ist folgt dann direkt aus dem ersten Hauptsatz der Differential-und Integralrechnung, Theorem 7.3.

Für kontinuierliche Zufallsvariablen gilt also, dass die KVF der Zufallsvariable eine Stammfunktion der entsprechenden WDF ist, und umgekehrt, dass die WDF die Ableitung der KVF ist. Im Kontext des *Theorem von Radon-Nikodym* wird diese Einsicht auf generelle Maße generalisiert (vgl. Schmidt (2009)). KVFen kontinuierlicher Zufallsvariablen werden auch oft als kumulative Dichtefunktionen (KDFen) bezeichnet.

Als Beispiel betrachten wir die KVF einer normalverteilten Zufallsvariable. Es sei $\xi \sim N(\mu, \sigma^2)$. Dann ist die WDF von ξ bekanntlich durch

$$p:\mathbb{R}\to\mathbb{R}_{>0}, x\mapsto p(x):=\frac{1}{\sqrt{2\pi\sigma^2}}\exp\left(-\frac{1}{2\sigma^2}(x-\mu)^2\right). \tag{11.41}$$

gegeben. Für die KVF von ξ folgt entsprechend, dass

$$P: \mathbb{R} \to]0, 1[, x \mapsto P(x) = \frac{1}{\sqrt{2\pi\sigma^2}} \int_{-\infty}^x \exp\left(-\frac{1}{2\sigma^2}(s-\mu)^2\right) ds.$$
 (11.42)

Interessanterweise kann das definierende Integral der KVF einer normalverteilten Zufallsvariable nur numerisch, nicht aber analytisch berechnet werden. Wir visualisieren ausgewählte WDFen und KVFen von normalverteilten Zufallsvariablen in Abbildung 11.12.

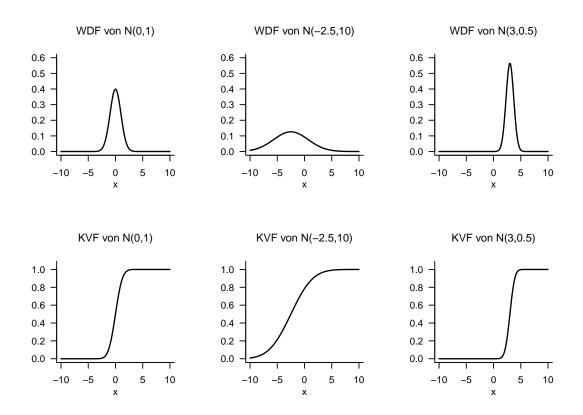


Abbildung 11.12. WDFen und KVFen von normalverteilten Zufallsvariablen.

Inverse Kumulative Verteilungsfunktion

Wir beschließen dieses Kapitel mit dem Begriff der inversen kumulativen Verteilungsfunktion, einem technischen Hilfsmittel, dass insbesondere bei Konfidenzintervallen und Hypothesentests der Frequentistischen Inferenz zur Bestimmung kritischer Werte benutzt wird. Wir definieren die inverse KVF wie folgt.

Definition 11.14 (Inverse Kumulative Verteilungsfunktion). ξ sei eine kontinuierliche Zufallsvariable mit KVF P. Dann heißt die Funktion

$$P^{-1}:]0,1[\to \mathbb{R}, q\mapsto P^{-1}(q):=\{x\in \mathbb{R}| P(x)=q\}$$
 (11.43)

die inverse kumulative Verteilungsfunktion von ξ .

Nach Definition 11.14 gilt offenbar, dass die Funktion P^{-1} die Umkehrfunktion von P ist, also

$$P^{-1}(P(x)) = x. (11.44)$$

Da bekanntlich gilt, dass

$$P(x) = q \Leftrightarrow \mathbb{P}(\xi \le x) = q \text{ für } q \in]0,1[, \tag{11.45}$$

Wahrscheinlichkeitstheorie und Frequentistische Inferenz | © 2023 Dirk Ostwald CC BY 4.0

ist $P^{-1}(q)$ also der Wert x von ξ , so dass $\mathbb{P}(\xi \leq x) = q$. Wir visualisieren die KVFen und inversen KVFen normalverteilter Zufallsvariablen in Abbildung 11.13. Im Falle einer normalverteilten Zufallsvariable $\xi \sim N(0,1)$ gilt zum Beispiel, dass

$$P(1.645) = 0.950 \Leftrightarrow P^{-1}(0.950) = 1.645,$$
 (11.46)

und

$$P(1.906) = 0.975 \Leftrightarrow P^{-1}(0.975) = 1.960.$$
 (11.47)

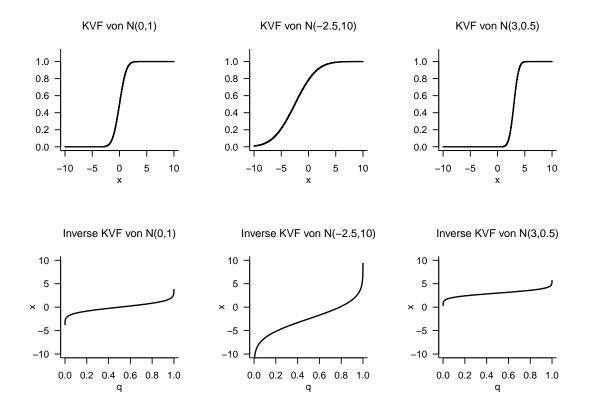


Abbildung 11.13. KVFen und inverse KVFen von normalverteilten Zufallsvariablen.

11.5. Zufallsergebnisse und Zufallsvariablen

Mit den in Kapitel 9 diskutierten Ergebnissen und den in diesem Kapitel diskutierten Werten von Zufallsvariablen haben wir nun zwei Konzepte kennengelernt, die die Unsicherheit über einen oft numerischen Wert eines Zufallsvorgangs beschreiben können. So kann man sich zum Beispiel die Augenzahl, die ein Würfel beim einmaligen Werfen annimmt, als Realisierung eines Ergebnisses oder einer Zufallsvariable vorstellen. Tatsächlich gibt es auch keine standardisierte Antwort auf die Frage, ob man einen Zufallsvorgang nun lediglich mit einem Wahrscheinlichkeitsraum oder aber mit einem Wahrscheinlichkeitsraum, einer Zufallsvariable, und dem durch beide induzierten Wahrscheinlichkeitsraum modellieren sollte. In der Anwendung wird meist der Begriff der Zufallsvariable bevorzugt und entsprechende WMFen oder WDFen angegeben, ohne dass ein zugrundeliegender Wahrscheinlichkeitsraum oder die Abbildungsform der Zufallsvariable spezifiziert würde. Folgende Formulierung ist beispielsweise typisch:

Literaturhinweise 133

 ξ sei eine normalverteilte Zufallsvariable mit Erwartungswertparameter μ und Varianzparameter σ^2 .

Implizit werden in dieser Aussage basierend auf der Definition der normalverteilten Zufallsvariable (vgl. Definition 11.9) für ξ der Ergebnisraum $\mathcal{X} := \mathbb{R}$, die σ -Algebra $\mathcal{S} := \mathcal{B}(\mathbb{R})$, und die Verteilung $\mathbb{P}_{\xi} := N(\mu, \sigma^2)$ festgelegt, also der "induzierte" Wahrscheinlichkeitsraum ($\mathbb{R}, \mathcal{B}(\mathbb{R}), N(\mu, \sigma^2)$) betrachtet. Allerdings bleibt unklar, durch welchen Wahrscheinlichkeitsraum und welche Abbildungsform genau ($\mathbb{R}, \mathcal{B}(\mathbb{R}), N(\mu, \sigma^2)$) nun induziert wurde. Dies kann allerdings immer durch die Annahme, dass ξ die Identitätsfunktion ergänzt werden. Konkret könnte man für den zugrundeliegenden Wahrscheinlichkeitsraum hier ($\mathbb{R}, \mathcal{B}(\mathbb{R}), N(\mu, \sigma^2)$) und für ξ dann

$$\xi: \mathbb{R} \to \mathbb{R}, \omega \mapsto \xi(\omega) := \omega := x \tag{11.48}$$

wählen. Da ξ dann an dem im Rahmen des zugrundeliegenden Wahrscheinlichkeitsraum zufällig realisiertem Ergebnis ω nichts ändert und dieses lediglich in x umbenannt wird, entspricht die Verteilung von ξ dann direkt dem Wahrscheinlichkeitsmaß des zugrundeliegenden Wahrscheinlichkeitsraums.

Allgemein mag man festhalten, dass das Modellieren von Zufallsvorgängen mithilfe von Zufallsvariablen das elementare Wahrscheinlichkeitsraummodell also als Spezialfall der Zufallsvariable als Identititätsabbildung impliziert, über dies hinausgehend aber die Möglichkeit eröffnet, durch von der Identitätsabbildung verschiedene Zufallsvariablen die Transformation von Wahrscheinlichkeitsmaßen auf unterschiedlichen Messräumen zu formalisieren.

11.6. Literaturhinweise

Die Genese des Begriffs der Zufallsvariablen ist eng mit der Entwicklung der Wahrscheinlichkeitstheorie in den letzten drei Jahrhunderten verflochten, so dass keine für den Begriff entscheidene Publikation angegeben werden kann. Die mathematischen Entwicklung des Begriffs der Normalverteilung durch Abraham De Moivre (1667-1754), Pierre Simon Laplace (1749-1827), Johann Carl Friedrich Gauss (1777-1855) und viele andere, ihre deskriptiv-statistischen Entsprechungen in der empirischen Forschung des 19. Jahrhunderts, sowie ihre multivariate Generalisierung im ausgehenden 19. Jahrhundert werden ausführlich in Stigler (1986) dargestellt.

11.7. Selbstkontrollfragen

- 1. Geben Sie die Definition des Begriffs der Zufallsvariable wieder.
- 2. Erläutern Sie die Gleichung $\mathbb{P}_{\xi}(\xi=x)=\mathbb{P}(\{\xi=x\}).$
- 3. Erläutern Sie die Bedeutung von $\mathbb{P}(\xi = x)$.
- 4. Geben Sie die Definition des Begriffs der Wahrscheinlichkeitsmassefunktion wieder.
- 5. Geben Sie die Definition des Begriffs der Wahrscheinlichkeitsdichtefunktion wieder.
- 6. Geben Sie die Definition des Begriffs der kumulativen Verteilungsfunktion wieder.
- 7. Schreiben sie die Intervallwahrscheinlichkeit einer Zufallsvariable mithilfer ihrer KVF.
- 8. Geben Sie die Definition der WDF einer normalverteilten Zufallsvariable wieder.
- 9. Geben Sie die Definition der KVF einer normalverteilten Zufallsvariable wieder.
- 10. Schreiben Sie den Wert P(x) der KVF einer Zufallsvariable mithilfe ihrer WDF.
- 11. Schreiben Sie den Wert p(x) der WDF einer Zufallsvariable mithilfe ihrer KVF.
- 12. Geben Sie die Definition des Begriffs der inversen Verteilungsfunktion wieder.

Referenzen

- Arens, T., Hettlich, F., Karpfinger, C., Kockelkorn, U., Lichtenegger, K., & Stachel, H. (2018). *Mathematik*. Springer Berlin Heidelberg. https://doi.org/10.1007/978-3-662-56741-8
- Bayes, T. (1763). An essay towards solving a problem in the doctrine of chances. By the late Rev. Mr. Bayes, F. R. S. communicated by Mr. Price, in a letter to John Canton, A. M. F. R. S. *Philosophical Transactions of the Royal Society of London*, 53, 370–418. https://doi.org/10.1098/rstl.1763.0053
- Blei, D. M., Kucukelbir, A., & McAuliffe, J. D. (2017). Variational Inference: A Review for Statisticians. *Journal of the American Statistical Association*, 112(518), 859–877. https://doi.org/10.1080/01621459.2017.1285773
- Borel, É. (1898). Leçons Sur La Théorie Des Fonctions. Paris: Gauthier Villars.
- Cantor, G. (1892). Über Eine Eigenschaft Des Inbegriffes Aller Reellen Algebraischen Zahlen. Jahresbericht der Deutschen Mathematiker-Vereiniqung, 1.
- Cantor, G. (1895). Beiträge Zur Begründung Der Transfiniten Mengenlehre. *Mathematische Annalen*, 46(4), 481–512. https://doi.org/10.1007/BF02124929
- De Finetti, B. (1975). Theory of Probability. John Wiley & Sons.
- DeGroot, M. H., & Schervish, M. J. (2012). *Probability and Statistics* (4th ed). Addison-Wesley.
- Friston, K. (2005). A Theory of Cortical Responses. *Philosophical Transactions of the Royal Society B: Biological Sciences*, 360(1456), 815–836. https://doi.org/10.1098/rstb.2005.1622
- Friston, K., Da Costa, L., Sakthivadivel, D. A. R., Heins, C., Pavliotis, G. A., Ramstead, M., & Parr, T. (2023). Path Integrals, Particular Kinds, and Strange Things. *Physics of Life Reviews*, 47, 35–62. https://doi.org/10.1016/j.plrev.2023.08.016
- Hájek, A. (2019). Interpretations of Probability. In E. N. Zalta (Hrsg.), *The Stanford Encyclopedia of Philosophy* (Fall 2019). Metaphysics Research Lab, Stanford University.
- Hald, A. (1990). A History of Probability and Statistics and Their Applications before 1750.
 Wilev.
- Herzog, S., & Ostwald, D. (2013). Sometimes Bayesian Statistics Are Better. *Nature*, 494(7435), 35–35. https://doi.org/10.1038/494035b
- Hesse, C. (2009). Wahrscheinlichkeitstheorie (2. Aufl.). Vieweg + Teubner.
- Kolmogoroff, A. (1933). Grundbegriffe der Wahrscheinlichkeitsrechnung. Springer Berlin Heidelberg. https://doi.org/10.1007/978-3-642-49888-6
- Meintrup, D., & Schäffler, S. (2005). Stochastik: Theorie und Anwendungen. Springer.
- Newton, I. (1687). Philosophiae Naturalis Principia Mathematica. Royal Society.
- Ostwald, D., Kirilina, E., Starke, L., & Blankenburg, F. (2014). A Tutorial on Variational Bayes for Latent Linear Stochastic Time-Series Models. *Journal of Mathematical Psychology*, 60, 1–19. https://doi.org/10.1016/j.jmp.2014.04.003
- Philip, S., Kew, S., Van Oldenborgh, G. J., Otto, F., Vautard, R., Van Der Wiel, K., King, A., Lott, F., Arrighi, J., Singh, R., & Van Aalst, M. (2020). A Protocol for Probabilistic Extreme Event Attribution Analyses. *Advances in Statistical Climatology, Meteorology*

Referenzen 135

and Oceanography, 6(2), 177–203. https://doi.org/10.5194/ascmo-6-177-2020

Schmidt, K. D. (2009). Maß und Wahrscheinlichkeit. Springer.

Stigler, S. M. (1986). The History of Statistics: The Measurement of Uncertainty before 1900. Belknap Press of Harvard University Press.

Unger, L. (2000). Grundkurs Mathematik.

Von Plato, J. (1994). Creating Modern Probability: Its Mathematics, Physics, and Philosophy in Historical Perspective. Cambridge University Press.

Walley, P. (1991). Statistical Reasoning with Imprecise Probabilities (1st ed). Chapman and Hall.