Lutz Polley

Quantenmechanik:

Eine Einführung auf der Grundlage von Energie und Überlagerungsprinzip

> Ausgearbeitete Kapitel von Vorlesungen an der U Oldenburg

> > Stand: Juli 2000

Vorwort

Einführungen in die Quantenmechanik sind meistens historisch orientiert. Dies hat den Vorteil, daß die Leistungen der Urheber der Quantenmechanik (viele von ihnen Nobelpreisträger) die angemessene Würdigung finden. Allerdings werden auf diese Weise auch Vorurteile der Physik des 19. Jahrhunderts wachgehalten, und es zeigt sich immer wieder¹, daß nicht alle davon leicht zu überwinden sind, wenn man sich ein "klassisches" physikalisches Denken angewöhnt hat.

An der Universität Oldenburg wird seit dem Wintersemester 1997/98 versucht, Studierende der Physik frühzeitig, d.h. vor der Ausbildung in formalisierter Theoretischer Mechanik, mit typisch quantentheoretischen Begriffsbildungen bekanntzumachen. Dies geschieht anhand der einfachen Beispiele, die die Quantenphysik zu bieten hat — es gibt erstaunlich viele! Ist man bereit, gleich am Anfang das Superpositionsprinzip und das Prinzip Energie = Frequenz zu akzeptieren, so wird man durch eine große Zahl einfacher, auf Symmetriebetrachtungen beruhender Korollare mit grundlegender physikalischer Bedeutung belohnt. Im vorliegenden Text sind von diesem Ansatz diejenigen Kapitel ausgearbeitet, die etwas didaktisch Neues im Vergleich zur existierenden Lehrbuchliteratur enthalten. Hinzu kommen einige nichtelementare Ergänzungen, die ein abgerundetes Bild vom ahistorischen Zugang zur Quantenmechanik vermitteln sollen.

Eines der Anliegen war, die Hamiltonfunktion bzw. den Hamilonoperator aus quantenmechanischen Betrachtungen zu gewinnen anstatt sie aus der klassischen Mechanik zu übernehmen. Die Idee dazu stammt aus dem Forschungsgebiet "Gittereichtheorie", in welchem man sich Materie-Teilchen nur an diskreten Gitterplätzen vorstellt, während elektromagnetische Felder (und ihre Verallgemeinerungen) auf den Verbindungsgliedern dazwischen sitzen. Nur bei dieser Art von Diskretisierung bleibt die feldtheoretisch wichtige "lokale Eichinvarianz" erhalten. Das elementare geometrische Konzept bewährt sich in der Theorie der Elementarteilchen hervorragend. Warum sollte es nicht auch eine Rolle in den allgemeinen Kursvorlesungen spielen?

In einem diskreten Raum kann sich ein Quantenteilchen dadurch bewegen, daß sich ein Orts-Zustand allmählich mit den Nachbarorts-Zuständen überlagert. Dieser Ansatz ist im *Heisenbergbild* besonders einfach zu begründen,

¹Ein neueres Beispiel findet man in der Diskussion um die "wechselwirkungsfreie Quantenmessung"; siehe z.B. den neuen E-Print von L. Vaidman: "Are interaction-free measurements interaction free?", quant-ph/0007077 mit ausführlichen Literaturangaben.

nämlich unter Verwendung der zeitabhängigen Basis "Ort x zur Zeit t", wie sie einer tatsächlichen Ortsmessung entspricht. Für die Überlagerungs-Koeffizienten bezüglich einer solchen Basis findet man unter sehr einfachen und allgemeinen Annahmen eine Schrödingergleichung.

Die Schrödingergleichung bringt einen spezifisch quantenmechanischen Zusammenhang zwischen Zeitentwicklung und *Energie* zum Ausdruck; dazu gehört auch das Konzept des "stationären" Zustands. Historisch war dies ein schwieriger Punkt. Rein systematisch betrachtet, repräsentieren stationäre Zustände aber gerade die Grundform von quantenmechanischer "Bewegung". Sie stehen daher am Beginn dieser Einführung.

Ich danke Jochen Pade für zahlreiche konstruktiv-kritische Gespräche; in Zusammenarbeit haben wir versucht, einen neuen didaktischen Zugang zur Quantenmechanik auch für die Lehramts-Ausbildung zu konzipieren. Literaturhinweise hierzu, sowie zu wissenschaftlichen Artikeln über die Herleitung der Schrödingergleichung und der Weylgleichung aus einem Hüpf-Ansatz, finden sich auf meiner Homepage www.uni-oldenburg.de/~polley.

Inhaltsverzeichnis

1	Energie als Kreisfrequenz	4
2	Stationäre Systeme und die Energie	6
3	Unendlich schwerer Massenpunkt	8
4	Chemische Bindung am Beispiel H_2^+	g
5	Wahrscheinlichkeit von Meßergebnissen	13
6	Quantenteilchen in 1 Dimension6.1 Hüpf-Terme und die Kinetische Energie6.2 Impuls und Geschwindigkeit6.3 Bemerkungen zum Gaußschen Wellenpaket6.4 Potentielle Energie	20
7	Anschlußbedingungen	25
8	Tunneleffekt an der Rechteck-Barriere	27
9	Quantenteilchen in 3 Dimensionen	33
10	Magnetfeld: Hüpfen mit Phasenverschiebung	35
11	Zusammengesetzte Quantensysteme	39
12	Halbzahliger Spin und das Pauli-Prinzip	42
\mathbf{A}	Komplexe Zahlen; Exponentialfunktion A.1 Komplexe Addition und Gaußsche Zahlenebene A.2 Polardarstellung	45 46 46 49 53
В	Nullvektoren als unphysikalische Zustände	56
\mathbf{C}	Meßreihen und hermitische Operatoren	57

1 Energie als Kreisfrequenz

Wir beginnen mit der Diskussion der Energie in der Quantenmechanik, weil sie unmittelbar mit dem einfachsten Typ von quantenmechanischer "Bewegung" zusammenhängt.

In der klassischen Mechanik sind es *Orte* von Teilchen, die sich im *realen Raum* bewegen. In der Quantenmechanik sind es, wie wir an vielen Beispielen illustrieren wollen, *Zustands-Vektoren*, die in einem *Hilbert-Raum* rotieren. Die Winkelgeschwindigkeit oder Kreisfrequenz dieser Rotation ist (abgesehen von einem universellen Vorfaktor) die *Energie* des Zustandes.

Energie und Frequenz bzw. Kreisfrequenz sind über die Plancksche Formel verknüpft:

$$E = h\nu = \hbar\omega \quad \text{mit} \quad \hbar = \frac{h}{2\pi} \quad \text{und} \quad \omega = 2\pi\nu$$
 (1.1)

Ursprünglich (im Jahre 1900) bezogen sich Energie E und Frequenz ν nur auf elektromagnetische Wellen beim Photoeffekt. Heute weiß man, daß die Plancksche Formel eine universelle Bedeutung hat, die alle Formen von Energie umfaßt. Energie ist Frequenz; die Plancksche Konstante h bzw. \hbar ist lediglich traditionsbewahrende Konvention². In diesem universellen Sinne ist Energie jedoch nur zu verstehen, wenn man den begrifflichen Rahmen der Quantenmechanik zur Verfügung hat. Dazu gehört vor allem der Begriff des Zustandsvektors:

Axiom 1: Jedem Zustand eines Quantensystems liegt ein Vektor in einem abstrakten Vektorraum (Hilbert-Raum) zugrunde.

Hierin ist die Möglichkeit von Überlagerungszuständen enthalten, deren Eigenschaften "zwischen" den Eigenschaften der beteiligten Zustände liegen. Man kann sich Beispiele ausdenken, wo so etwas völlig absurd erscheint³. Auch kann durch Überlagerung ein Quantenzustand in einem anderen Quantenzustand mit ganz anderen physikalischen Eigenschaften enthalten sein. Aus solchen Gründen gilt der Begriff des Zustandsvektors immer noch, fast 100 Jahre nach der Entdeckung des Wirkungsquantums, als unanschaulich. Man hat jedoch gelernt, mit Zustandsvektoren theoretisch-physikalisch so

 $^{^2}$ Man könnte die SI-Einheiten für Massen, Längen und Zeiten so modifizieren, daß der Zahlenwert beispielsweise von \hbar gleich 1 wäre.

³Etwa die Überlagerung von "tot" und "lebendig" bei Schrödinger's Katze. Eine solche Überlagerung kann entstehen, wenn man das Leben der Katze vom Zustand eines einzelnen Atoms abhängig macht.

umzugehen, daß man vollkommen zuverlässige Vorhersagen über Experimente damit machen kann.

Nun kann man Vektoren nicht nur addieren, sondern auch mit Zahlen multiplizieren; im Falle von Zustandsvektoren mit komplexen Zahlen (Schnellkurs in Anhang A). Mit einer komplexen Zahl befindet man sich in einer Zahlen ebene, und dies ermöglicht vielfache Bewegungsformen. Insbesondere kann eine komplexe Zahl im Laufe der Zeit eine Kreisbewegung um den Ursprung ausführen. Wird ein Zustandsvektor mit einer solchen rotierenden Zahl multipliziert, so rotiert er auch im Hilbertraum. Auf diese abstrakte, aber durchaus "vorstellbare" Kreisbewegung bezieht sich

Axiom 2: Energie ist (bis auf einen Faktor \hbar) die Kreisfrequenz, mit der ein Zustandsvektor bei vorrückender Zeit im Hilbertraum rotiert.

Natürlich wollen wir das alles in diesem Text anhand vieler Beispiele illustrieren. Gewissermaßen als Krönung wollen wir den Kontakt zur klassischen Mechanik herstellen, indem wir zeigen, wie potentielle Energie als komplexe innere Kreisbewegung an einem Raumpunkt sich in reale Bewegung eines Teilchenortes verwandeln kann, also in klassische kinetische Energie. Dabei wird sich zeigen, daß reale Bewegung stets eine Überlagerung von Zustandsvektoren mit geringfügig verschiedenen Energien erfordert.

2 Stationäre Systeme und die Energie

Betrachten wir zunächst ein System, bei dem keinerlei meßbare Veränderungen stattfinden; man bezeichnet es als *stationäres* System. Es zeigt den quantenmechanischen Energiebegriff in Reinkultur.

Axiom 1 besagt, daß der Zustand eines Systems durch einen Vektor in einem abstrakten Vektorraum dargestellt wird. Hat man durch Messung an dem System zum Zeitpunkt t die Eigenschaft M bestimmt, so schreibt man für den Zustandsvektor $|M,t\rangle$.

Wodurch unterscheiden sich nun die Vektoren $|M,t\rangle$ für verschiedene t, wenn sich doch an den meßbaren Eigenschaften des Systems nichts ändert? Im $Heisenbergbild^4$ der Quantenmechanik wird diese Frage so beantwortet: In jedem Anfangs-Zustands-Vektor $|M,0\rangle$ sind alle zeitlich folgenden Zustandsvektoren $|M,t\rangle$ bereits enthalten. Und zwar so, wie Vektoren in anderen Vektoren enthalten sein können: als Summanden mit Vorfaktoren (Linearkombinationen). Beim stationären System tritt nur ein Summand auf. Sein Vorfaktor hängt außer von der verstrichenen Zeit t noch von der Energie E des Systems ab⁵:

$$|M,0\rangle = e^{-iEt/\hbar} |M,t\rangle$$
 (2.1)

Wählt man den Zeitpunkt t=0 als Bezugspunkt, so vollführt der Vorfaktor in der komplexen Zahlenebene eine Kreisbewegung, deren Winkelgeschwindigkeit ω nach der Planckschen Formel mit der Energie zusammenhängt: $\omega = E/\hbar$. Damit haben wir nun unser Axiom 2 präzise gefaßt.

Gleichung (2.1) gibt den Zustandsvektor $|M,t\rangle$ für beliebige Zeiten t an. Die normale Problemstellung bei allen Systemen mit echter Dynamik ist aber, daß man zunächst nur das Verhalten während eines infinitesimal kurzen Zeitschrittes angeben kann. Ein mathematischer Ausdruck für die Veränderung eines (Zustands-)Vektors zwischen t und $t+\mathrm{d}t$ ist die zeitliche Ableitung:

$$\frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}t} |M, t\rangle = \lim_{\mathrm{d}t \to 0} \frac{|M, t + \mathrm{d}t\rangle - |M, t\rangle}{\mathrm{d}t}$$
 (2.2)

 $^{^4}$ Fortgeschrittene werden erkennen, daß die $|M,t\rangle$ Eigenzustände des Operators $\hat{M}(t)=e^{iHt}\hat{M}(0)e^{-iHt}$ sind. Es gilt also $|M,t\rangle=e^{iHt}|M,0\rangle$. Die Sichtweise des Heisenbergbildes wird sich später bei der Herleitung der Schrödingergleichung bewähren.

⁵Die Aussage ist als Grenzfall zu verstehen. In realistischen Anwendungen gibt es immer eine kleine Beimischung von anderen Zustandsvektoren, auf welche sich die Energie und der Phasenfaktor beziehen.

Die Schrödingergleichung besagt, wie ein Zustandsvektor seine eigene Zeitableitung bestimmt. Daraus muß die Entwicklung über einen längeren Zeitraum erst berechnet werden; normalerweise sind auch Energien zunächst nicht bekannt.

Natürlich fragen wir nun nach der Schrödingergleichung, die unserem besonders einfachen stationären System zugrundeliegt. Wenn wir beide Seiten von (2.1) nach t ableiten, gibt die linke Seite null; die rechte gibt nach der Produktregel zwei Terme, von denen sich einer vereinfachen läßt. Es bleibt⁶

$$-i\hbar \frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}t} |M, t\rangle = E |M, t\rangle \tag{2.3}$$

Betrachten wir im Detail, was Gleichung (2.3) über die infinitesimale Zeitentwicklung des stationären Systems besagt. Der Zustands-Vektor, der einem gleichbleibenden Meßwert M entspricht, $\ddot{a}ndert$ sich mit der Zeit, denn die Zeitableitung ist ja nicht null. In der Änderungsgeschwindigkeit kommt die Energie des Zustandes zum Ausdruck. Der veränderte Vektor, den wir nach einem kurzen Zeitschritt erhalten, ist gemäß Gleichungen (2.2) und (2.3)

$$|M, t + dt\rangle = |M, t\rangle + i dt \frac{E}{\hbar} |M, t\rangle$$

Der Vektor zum Zeitpunkt t bekommt also beim Zeitschritt dt noch einen kleinen imaginären Teil von sich selbst hinzu. Man sieht auch, warum es ein imaginärer Teil sein muß, denn nur dies führt zu der Kreisbewegung in der komplexen Zahlenebene. Interessanterweise ist ein "Laufen im Kreis" geradezu sinnbildlich für einen Vorgang, der trotz innerer Bewegung zu keinen sichtbaren Veränderungen führt!

Für spätere Anwendungen halten wir fest, daß (2.1) eine Lösung der Differentialgleichung (2.3) ist. Es läßt sich auch zeigen, daß es nur diese eine Lösung gibt, wenn der Anfangszustand zur Zeit t=0 auf $|M,0\rangle$ festgelegt wird.

⁶Es handelt sich hier um die Entwicklung von zeitabhängigen Basisvektoren, nicht um eine Zeitentwicklung im Schrödingerbild; vgl. Fußnote 4. Das Schrödingerbild wird später bei der Wellenfunktion automatisch zum Vorschein kommen.

3 Unendlich schwerer Massenpunkt

Ein unendlich schwerer Massenpunkt, der sich an einem Ort x befindet, verharrt dort wegen $m=\infty$ in einem stationären Zustand mit einer rein potentiellen⁷ Energie V(x). In der klassischen Mechanik kann er jedoch Impuls aufnehmen, und zwar nach dem Newtonschen Gesetz

$$\dot{p} = F$$

wobei F die Kraft auf den Massenpunkt ist. Mit dieser Kraft und der daraus folgenden Impulsübertragung verbindet sich nun in der Quantenmechanik eine geometrische Vorstellung. Im einfachsten Fall ist die Kraft konstant, was einem Potential

$$V(x) = -Fx$$

entspricht. Das bedeutet eine differentielle, von Ort zu Ort verschiedene Rotation der Phasenfaktoren vor den Zustandsvektoren:

$$|x,0\rangle = e^{ixFt/\hbar} |x,t\rangle$$

Die unmittelbare Folge ist ein Anwachsen der Phasendifferenz zwischen verschiedenen Orten. Ist $e^{i\phi}$ der Phasenfaktor, so ist

$$\Delta \phi = \frac{Ft}{\hbar} \Delta x \tag{3.1}$$

die Phasendifferenz zwischen Orten im Abstand Δx . Sie kann natürlich nur zur Geltung kommen, wenn sich das Teilchen in einem Überlagerungszustand befindet, an dem mehrere Orten beteiligt sind; auf die "Stärke" der Beteiligungen kommt es allerdings bei $m=\infty$ nicht so sehr an.

Klassisch ist Ft = p der Impuls des Massenpunktes, nachdem die Kraft über eine Zeit t gewirkt hat. Daher liegt es nahe, den quantenmechanischen Impuls über (3.1) zu definieren:

$$p = \hbar \frac{\Delta \phi}{\Delta x} \tag{3.2}$$

Ist umgekehrt der Impuls in dieser Form schon bekannt, so gibt (3.1) eine quantenmechanische Erklärung für das Newtonsche Gesetz bei $m=\infty$. In Abschnitt 6.2 werden wir sehen, wie bei endlicher Masse der Impuls (3.2) mit einer Geschwindigkeit zusammenhängt.

^{7...} weil die kinetische Energie $p^2/2m$ für $m=\infty$ verschwindet ...

4 Chemische Bindung am Beispiel H₂⁺

Der Begriff Zustands-Vektor beinhaltet auch, daß es einen Sinn hat, eine Summe von Zustandsvektoren zu bilden. Dies führt zum quantenmechanischen Phänomen der Überlagerungszustände. Es ist von eminenter praktischer Bedeutung, denn es sind beispielsweise alle organisch-chemischen Bindungen Überlagerungszustände.

Betrachten wir das einfachst-mögliche Molekül, oder besser Molekül-Ion, H_2^+ . Es besteht aus zwei Wasserstoffkernen (Protonen) und einem Elektron und ist somit insgesamt positiv geladen. Da wir uns hier nur für den Überlagerungseffekt als solchen interessieren, und nicht etwa für die genaue Form des Moleküls, können wir eine drastische Näherung machen. Wir nehmen an, daß unser Beobachtungsgerät nur gerade unterscheiden kann, ob sich das Elektron in der Nähe von Proton 1 oder in der Nähe von Proton 2 befindet. Dies möge durch die Zustands-Vektoren $|1,t\rangle$ bzw. $|2,t\rangle$ beschrieben werden. In Wirklichkeit kann ein Molekül auch in einem angeregten Quantenzustand sein; unsere Näherung läuft darauf hinaus, anzunehmen, daß das Molekül weder durch eine Temperatur noch durch unser Beobachtungsverfahren in einen angeregten Zustand versetzt wird.

Das Verhalten des Elektrons in unserem H_2^+ -System wird nun davon abhängen, wie weit die beiden Protonen voneinander entfernt sind. Nennen wir den Abstand zwischen den Protonen r und betrachten wir zunächst den Extremfall $r \to \infty$. Wenn das Elektron im Zustand $|1,t\rangle$ vorgefunden wird, sich also in der Nähe von Proton 1 aufhält, und wenn sich gleichzeitig Proton 2 "hinter dem Mond" befindet, dann ist es äußerst unwahrscheinlich, daß das Elektron jemals das andere Proton findet; wir können unter diesen Umständen den Zustand $|1,t\rangle$ als eingefroren betrachten und in Analogie zu Abschnitt 2 für $r \to \infty$ davon ausgehen, daß die Schrödingergleichung

$$-i\hbar \frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}t} |1, t\rangle = E |1, t\rangle \tag{4.1}$$

gilt. Dabei ist E die Energie des Elektrons im Zustand $|1\rangle$. Vergegenwärtigen wir uns, was diese Gleichung besagt: Der Zustands- $Vektor |1,t\rangle$ ändert sich mit der Zeit, weil ja die Ableitung nach der Zeit nicht null ist; aber die Änderung ist nur ein Vielfaches des Vektors selbst. Als Lösung der Gleichung ergibt sich deswegen auch wieder nur ein Vielfaches von $|1,t\rangle$, nämlich ein Ausdruck wie in Gleichung (2.1).

Nun unterscheidet sich aber Proton 2 in nichts von Proton 1, daher

muß auch der Elektronenzustand $|2,t\rangle$ eingefroren sein, wenn das Elektron zunächst in der Nähe von Proton 2 vorgefunden wird; außerdem muß seine Energie dieselbe sein wie in Zustand $|1,t\rangle$. Also gilt auch

$$-i\hbar \frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}t} |2,t\rangle = E |2,t\rangle \tag{4.2}$$

Denken wir uns nun den Abstand r immer weiter verringert. Irgendwann können dann $|1,t\rangle$ und $|2,t\rangle$ nicht mehr als eingefroren angesehen werden, denn im Grenzfall r=0 sind ja die beiden Zustände physikalisch nicht einmal mehr zu unterscheiden; es hat in diesem Limes gar keinen Sinn mehr zu sagen, daß das Elektron etwa ständig bei Proton 1 ist. Wenn nun weder r=0 noch $r=\infty$ ist, befinden wir uns zwischen den Extremen und erwarten, daß ein Elektron von Proton 1 auch zu Proton 2 gelangen kann. Wie könnte eine quantitative Beschreibung solcher Übergänge aussehen? In unseren Schrödingergleichungen deutet sich dazu eine sehr einfache $M\ddot{o}glichkeit$ an. Jeder der beiden Zustände könnte im Laufe der Zeit den anderen Zustand beigemischt bekommen, in der Weise, daß zu dem Zustandsvektor ein kleiner Teil von dem jeweils anderen Vektor addiert wird. Ausgedrückt durch die zeitlichen Änderungen hieße das

$$-i\hbar \frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}t} |1, t\rangle = E |1, t\rangle + \kappa |2, t\rangle \tag{4.3}$$

Die Konstante κ nennt man auch $H\ddot{u}pfparameter$. Dieselbe physikalische Situation liegt vor, wenn die Protonen 1 und 2 ausgetauscht werden, also muß auch gelten

$$-i\hbar \frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}t} |2,t\rangle = E |2,t\rangle + \kappa |1,t\rangle \tag{4.4}$$

In unserer einfachen Näherung können wir κ nicht zahlenmäßig festlegen, aber wir erkennen die formale Struktur, mit der Übergänge zwischen Quantenzuständen beschrieben werden können. Die Gleichungen (4.3) und (4.4) erheben wir kurzerhand zu einem neuen Axiom. Mit diesem reduziert sich ein Übergangsprozeß auf das Addieren von (Zustands-)Vektoren; die mathematische Struktur könnte kaum einfacher sein⁸.

⁸Die Mathematik von verallgemeinerten Vektoren, d.h. die Lineare Algebra, gilt als die einfachste mathematische Disziplin. Es gibt nämlich für jede Problemstellung, die die Voraussetzung der Linearität erfüllt, prinzipiell ein Lösungsverfahren.

Wir können das Gleichungssystem aus (4.3) und (4.4) mit einem einfachen Trick lösen. Bilden wir nämlich Summe und Differenz der beiden Zustandsvektoren, also die Superpositionen bzw. Überlagerungen

$$|+,t\rangle = |1,t\rangle + |2,t\rangle$$
 (4.5)

$$|-,t\rangle = |1,t\rangle - |2,t\rangle$$
 (4.6)

so erhalten wir für die beiden neuen Vektoren $|\pm, t\rangle$ jeweils wieder eine Gleichung vom Typ (2.3):

$$-i\hbar \frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}t} |+,t\rangle = (E+\kappa) |+,t\rangle = E_{+} |+,t\rangle$$
$$-i\hbar \frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}t} |-,t\rangle = (E-\kappa) |-,t\rangle = E_{-} |-,t\rangle$$

Die Lösungen erhält man analog zu (2.1):

$$|+,t\rangle = e^{iE_+t/\hbar} |+,0\rangle$$
 (4.7)

$$|-,t\rangle = e^{iE_{-}t/\hbar} |-,0\rangle \tag{4.8}$$

Das Ergebnis dieser einfachen Rechnung ist physikalisch sehr aufschlußreich. Es sind nun die Überlagerungsvektoren, bei denen ein Phasen-Vorfaktor rotiert und sich sonst mit der Zeit nichts ändert. Diese Zustände sind also nach der Planckschen Formel (1.1) wieder durch eine exakte Energie gekennzeichnet. Aber die Energien haben sich durch den Hüpfprozeß verschoben! Im Zustand $|+\rangle$ hat das Elektron eine um κ höhere Energie als ursprünglich ohne Hüpfen im Zustand $|1\rangle$ oder $|2\rangle$. Im Zustand $|-\rangle$ ist das Energie-Niveau durch das Hüpfen um κ abgesenkt. In diesen Zustand kann also das H_2^+ -Molekül mit einem Energiegewinn von $\Delta E = \kappa$ übergehen, wenn die Protonen aus einem großen Abstand näher zusammenrücken. Somit handelt es sich bei $|-\rangle$ um den Bindungszustand des H_2^+ -Moleküls.

Verfolgen wir nun die zeitliche Entwicklung eines Zustands, der *nicht* zu scharfer Energie gehört. Betrachten wir zum Beispiel den Zustand $|1,0\rangle$, bei dem sich das Elektron zum Zeitpunkt t=0 bei Proton 1 befindet. Wollen wir die Eigenschaften des Elektrons zu einem späteren Zeitpunkt t wissen, so müssen wir $|1,0\rangle$ durch Zustände ausdrücken, die eine Information über den Zeitpunkt t beinhalten, also durch $|1,t\rangle$ und $|2,t\rangle$. Zunächst folgt aus (4.5) und (4.6) die Darstellung

$$|1,0\rangle = \frac{1}{2} |+,0\rangle + \frac{1}{2} |-,0\rangle$$

In diese Gleichung können wir einsetzen, was wir durch Auflösen von (4.7) und (4.8) bekommen, nämlich

$$|+,0\rangle = e^{-iE_{+}t/\hbar} |+,t\rangle$$

 $|-,0\rangle = e^{-iE_{-}t/\hbar} |-,t\rangle$

Darin sind $|+,t\rangle$ und $|-,t\rangle$ nach den Definitionen (4.5) und (4.6) wieder Überlagerungen von $|1,t\rangle$ und $|2,t\rangle$, deren Vorfaktoren wir nun noch mit Hilfe der Eulerschen Formel zusammenfassen müssen. Das gewünschte Ergebnis ist

$$|1,0\rangle = e^{-iEt/\hbar}\cos(\kappa t/\hbar) |1,t\rangle - ie^{-iEt/\hbar}\sin(\kappa t/\hbar) |2,t\rangle$$

Wie wir sehen, bildet sich aus dem Anfangszustand "Elektron bei Proton 1" für t>0 zunächst ein Überlagerungszustand aus $|1,t\rangle$ und $|2,t\rangle$, den wir uns höchstens "verschwommen" vorstellen können. Zur Zeit $t=\pi\hbar/2\kappa$ hat sich aber $|1,0\rangle$ vollständig in $|2,t\rangle$ verwandelt, weil dann der Kosinus null und der Sinus eins ist. Das Elektron, das ursprünglich in der Nähe von Proton 1 war, ist nach dieser Zeit definitiv in der Nähe von Proton 2. Nach der doppelten Zeit, $t=\pi\hbar/\kappa$, ist das Elektron wieder zu Proton 1 zurückgekehrt. Dieses Hin und Her wiederholt sich mit der Periode $\pi\hbar/\kappa$, also umso langsamer, je kleiner der Hüpfparameter ist. Charakteristisch ist auch, daß erst durch Überlagerung von Zustandsvektoren mit verschiedenen Energien $(E_+ \neq E_-)$ eine Bewegung im realen Raum entsteht.

Analog zu $|1,0\rangle$ entwickelt sich der Anfangszustand $|2,0\rangle$ wie folgt:

$$|2,0\rangle = e^{-iEt/\hbar}\cos(\kappa t/\hbar) |2,t\rangle + ie^{-iEt/\hbar}\sin(\kappa t/\hbar) |1,t\rangle$$

Bis auf das andere Vorzeichen vor dem zweiten Term sind lediglich die Rollen der beiden Protonen vertauscht.

5 Wahrscheinlichkeit von Meßergebnissen

Häufig kann man sich bei einem Quantensystem ganz bestimmte Zustände gut vorstellen; das waren beim H_2^+ -Molekül etwa die Zustände $|1\rangle$ und $|2\rangle$. Dann sind aber Überlagerungszustände wie $|1\rangle + |2\rangle$ völlig unanschaulich, weil in diesen Zuständen das Elektron keinen klar definierten Aufenthaltsort hat. Man kann aber selbst in einem Überlagerungszustand den Aufenthaltsort eines Elektrons messen, indem man entsprechende Detektoren aufstellt. Welches Ergebnis ist nun zu erwarten, wenn das Elektron zum Zeitpunkt der Ortsmessung nicht in einem scharfen Ortszustand ist?

Wenn die Art der Messung und der Quantenzustand nicht zueinander passen (Normalfall!) so ist das Ergebnis einer Einzelmessung nicht vorhersehbar.

Die Quantenmechanik macht aber stets genaue Vorhersagen über die Statistik einer $Me\beta reihe$, bei der das Experiment mit der Einzelmessung unendlich oft wiederholt wird. Zum Beispiel kann man aus den Zustandsvektoren berechnen, mit welcher Wahrscheinlichkeit zur Zeit t der Teilchenort 1 oder 2 gemessen wird. Dies erfordert allerdings den Begriff des Skalarprodukts von Vektoren. Dabei handelt es sich um eine komplexe Zahl, die jedem Paar von Vektoren im Hilbert-Raum automatisch mitgegeben ist. Sind $|Z_1\rangle$ und $|Z_2\rangle$ irgendwelche Vektoren, so bezeichnet $\langle Z_1|Z_2\rangle$ dieses Skalarprodukt. Die Rechenregeln dafür sind einfach und werden in den Anwendungsbeispielen klarwerden. Aus einem Grund, der ebenfalls gleich klarwerden wird, funktioniert die Wahrscheinlichkeitrechnung nur mit normierten Zustandsvektoren, d.h. mit solchen, die die Zusatzbedingung $\langle Z|Z\rangle = 1$ erfüllen.

Axiom 4: Ist der Zustandsvektor $|Z_1\rangle$ präpariert worden, und ist $|Z_2\rangle$ der Zustandsvektor, der einem bestimmten Meßergebnis entspricht, so ist $W = |\langle Z_1|Z_2\rangle|^2$ die Wahrscheinlichkeit für das Auftreten des Meßergebnisses⁹.

In der Normierungsbedingung $\langle Z|Z\rangle=1$ kommt zum Ausdruck, daß ein Zustand stets mit Sicherheit in sich selbst vorgefunden wird, also mit W=1. Eine weitere Folge aus dem Axiom ist:

Sind m_1 und m_2 verschiedene mögliche Ergebnisse einer Messung, so sind die entsprechenden Zustandsvektoren orthogonal, d.h. es ist $\langle m_1|m_2\rangle=0$.

⁹Es gibt neuerdings Hinweise darauf, daß dieses Betragsquadrat-Axiom aus den anderen Axiomen der Quantenmechanik hergeleitet werden kann; siehe dazu D. Deutsch, Proc. Roy. Soc. Lond. A **455** (1999) 3129-3138; B. DeWitt, Int. J. Mod. Phys. A **13** (1998) 1881-1916 (insbesondere S. 1897ff); L. Polley, quant-ph/9906124.

Wenn diese Bedingung nicht erfüllt wäre, so hätten wir es mit einem unbrauchbaren Meßgerät zu tun; ein Zustand, der durch den Meßwert m_1 vollständig bestimmt sein sollte, würde dann ja mit einer gewissen Wahrscheinlichkeit auch den Meßwert m_2 liefern.

Im Beispiel des H_2^+ -Moleküls hatten wir als mögliche Meßergebnisse zum Zeitpunkt t die beiden Fälle "Elektron bei Proton 1" und "Elektron bei Proton 2". Es gilt also, wenn wir auch die Normierung noch einmal hinschreiben,

$$\langle 1, t | 1, t \rangle = 1$$
 $\langle 2, t | 2, t \rangle = 1$ $\langle 1, t | 2, t \rangle = 0$ (5.1)

Die Meßergebnisse 1 und 2 schließen sich aber nicht aus, wenn sie zu verschiedenen Zeiten t und t' gewonnen werden, weil das Elektron dann ja Gelegenheit gehabt hat, zu Hüpfen; also brauchen die entsprechenden Zustandsvektoren auch nicht orthogonal zu sein:

$$\langle 1, t | 2, t' \rangle \neq 0$$
 für $t \neq t'$

Nehmen wir an, daß zum Zeitpunkt t = 0 das Elektron bei Proton 1 war. Wir haben also den Zustand $|1,0\rangle$ präpariert. Zum Zeitpunkt t stellen wir durch Messung fest, ob sich das Elektron wieder bei Proton 1 aufhält. Der Zustandsvektor, der diesem Meßergebnis entspricht, ist $|1,t\rangle$. Mit Hilfe von (4) und (5.1) erhalten wir zunächst das Skalarprodukt

$$\begin{aligned} \langle 1,0|1,t\rangle &=& \langle 1,0| \left[e^{iEt/\hbar}\cos(\kappa t/\hbar) \; |1,0\rangle + i e^{iEt/\hbar}\sin(\kappa t/\hbar) \; |2,0\rangle \right] \\ &=& e^{iEt/\hbar}\cos(\kappa t/\hbar) \langle 1,0|1,0\rangle + i e^{iEt/\hbar}\sin(\kappa t/\hbar) \langle 1,0|2,0\rangle \\ &=& e^{iEt/\hbar}\cos(\kappa t/\hbar) \end{aligned}$$

Die Wahrscheinlichkeit, das Elektron zur Zeit t bei Proton 1 zu finden, ist also

$$W_1(t) = |\langle 1, 0 | 1, t \rangle|^2 = \cos^2(\kappa t/\hbar)$$

Völlig analog können wir die Wahrscheinlichkeit dafür berechnen, daß sich das Elektron zur Zeit t bei Proton 2 aufhält, wenn es bei t=0 bei Proton 1 war. Das relevante Skalarprodukt ist

$$\langle 1, 0|2, t \rangle = ie^{iEt/\hbar} \sin(\kappa t/\hbar)$$

so daß die Wahrscheinlichkeit

$$W_2(t) = |\langle 1, 0|2, t \rangle|^2 = \sin^2(\kappa t/\hbar)$$

ist. Zu den speziellen Zeiten, die wir im vorigen Abschnitt schon betrachtet haben, ist das Meßergebnis wieder eindeutig. Das Elektron ist mit Sicherheit bei Proton 1 für $t=0,\pi\hbar/\kappa,2\pi\hbar/\kappa,\ldots$ weil zu diesen Zeiten $W_1(t)=1$ gilt. Es ist mit Sicherheit nicht bei Proton 1 für $t=\frac{1}{2}\pi\hbar/\kappa,\frac{3}{2}\pi\hbar/\kappa,\ldots$ weil zu diesen Zeiten $W_1(t)=0$ gilt. Anders als im vorigen Abschnitt können wir nun aber aufgrund von Axiom 4 auch Aussagen über Meßergebnisse zu den Zwischenzeiten machen; es sind allerdings nur statistische Aussagen über ∞ -fache Wiederholungen einer Einzelmessung.

Wie wir sahen, sind Zustandsvektoren mit verschiedenen Meßwerten zum selben Zeitpunkt stets orthogonal. Wie wollen an dieser Stelle eine zwar unanschauliche, aber mathematisch sehr vorteilhafte Folgerung aus einer solchen Orthogonalität von Zustandsvektoren erwähnen. Es seien ganz allgemein die Vektoren $|n,t\rangle$ mit einem abzählbaren, aber sonst beliebigen Index n paarweise orthogonal und normiert; es soll also gelten

$$\langle n, t | n', t \rangle = 0$$
 für $n \neq n'$ und $\langle n, t | n, t \rangle = 1$

Wenn sich dann im Verlauf einer Rechnung ergeben sollte, daß eine bestimmte Überlagerung $\sum_{n} \lambda_{n} | n, t \rangle$ gleich dem *Nullvektor* ist, so kann man daraus mathematisch schließen, daß alle Koeffizienten λ_{n} einzeln null sein müssen:

$$\sum_{n} \lambda_n |n, t\rangle = 0 \implies \lambda_n = 0 \text{ für alle } n$$
 (5.2)

Der Beweis ist eine Standardübung in der Linearen Algebra. Man bildet auf beiden Seiten das Skalarprodukt mit einem der Vektoren, etwa mit $|n_0, t\rangle$. Auf der rechten Seite gibt das Skalarprodukt mit dem Nullvektor null. Auf der linken Seite benutzt man eine allgemeine Rechenregel, nach welcher das Skalarprodukt mit einer Summe dasselbe gibt wie die Summe der einzelnen Skalarprodukte. Also hier:

$$\langle n_0, t | \sum_n \lambda_n | n, t \rangle = \sum_n \lambda_n \langle n_0, t | n, t \rangle$$

Wegen der Orthogonalität ist $\langle n_0, t | n, t \rangle = 0$ außer im Fall $n = n_0$. Also bleibt nur ein Term in der Summe übrig, nämlich $\lambda_{n_0} \langle n_0, t | n_0, t \rangle$. Dieser Term ist gleich λ_{n_0} , weil $|n_0, t\rangle$ normiert ist. Also bleibt nur $\lambda_{n_0} = 0$, und das für einen beliebigen Index n_0 .

6 Quantenteilchen in 1 Dimension

Spricht ein Detektor auf ein Teilchen an, so hat man den *Teilchenort* mit der Genauigkeit des Detektorvolumens gemessen. Im Gegensatz zur klassischen Mechanik gilt nun

Axiom 5: Quantenmechanisch ist der Zustand eines (spinlosen) Teilchens schon durch genaue Ortsmessung zu einem Zeitpunkt vollständig bestimmt.

Es liegt nahe, 1-dimensionale Bewegungen dadurch zu beobachten, daß man Detektoren mit Nummern $-\infty < n < \infty$ in gleichmäßigem Abstand a längs einer Geraden aufstellt. Wenn wir das Teilchen zur Zeit t im Detektor n gesehen haben, bezeichnen wir den entsprechenden Zustandsvektor mit $|n,t\rangle$.

6.1 Hüpf-Terme und die Kinetische Energie

Wir erwarten, daß das Teilchen von einem Detektor in den nächsten wandern wird. Wie könnte sich diese Bewegung in den Zustandsvektoren zeigen? In Analogie zum "Hüpfen" des Elektrons im H_2^+ -Molekül (siehe Gln. (4.3) und (4.4)) könnte der Zustandsvektor $|n,t\rangle$ im Verlauf der Zeit eine Beimischung von den beiden Nachbar-Zustandsvektoren $|n+1,t\rangle$ und $|n-1,t\rangle$ bekommen:

$$-i\hbar \frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}t} |n,t\rangle = V |n,t\rangle + \kappa |n+1,t\rangle + \kappa |n-1,t\rangle$$
 (6.1)

Dabei ist der Parameter κ für das Hüpfen nach rechts und links derselbe; denn nach Axiom 5 ist der Teilchenzustand schon durch Ortsmessung zu einem Zeitpunkt t bestimmt, enthält also keinerlei Information über Bewegungsrichtungen oder gar Geschwindigkeiten. Damit kann es auch keine Vorzugsrichtung für das Hüpfen geben. Diese einfachen Überlegungen haben, wie wir in Abschnitt 6.2 sehen werden, eine sehr konkrete Konsequenz:

Aus dem symmetrischen Hüpfen zu den nächsten Nachbarn folgt die Energie-Impuls-Beziehung $E_{\rm kin} = p^2/2m$ mit der Teilchenmasse $m = -\hbar^2/2\kappa a^2$.

$$\bullet \qquad \bullet \qquad \bullet \qquad \bullet \qquad \stackrel{\kappa}{\longleftarrow} \stackrel{\kappa}{\longleftarrow} \stackrel{\kappa}{\longrightarrow} \stackrel{\kappa}{\longrightarrow} \qquad \bullet$$

$$\vdash \quad a \quad \dashv \qquad \qquad \stackrel{n-1}{\longrightarrow} \qquad \stackrel{n}{\longrightarrow} \qquad \stackrel{n+1}{\longrightarrow} \qquad \bullet$$

Wir haben an allen Orten dasselbe V und κ angenommen. Kein Ort ist also vor einem anderen ausgezeichnet. Folglich kann es auch keine Bereiche geben,

zu denen das Teilchen hingezogen oder von denen es abgestoßen wird. Somit beschreibt Gleichung (6.1) ein $kr\"{a}ftefreies$ Teilchen.

Nach dem Superpositionsprinzip (Zustands*vektoren*!) sind beliebige Überlagerungen von Ortszuständen möglich. Nehmen wir an, daß sich ein solcher Überlagerungszustand zur Zeit t=0 gebildet hat. Die Zahlenkoeffizienten, mit denen die Ortszustände $|n,0\rangle$ in die Überlagerung eingehen, schreiben wir als $\psi(n,0)$. Somit haben wir

$$|\psi\rangle = \sum_{n=-\infty}^{\infty} \psi(n,0) |n,0\rangle$$
 (6.2)

Nun sind aber die Ortszustände $|n,t\rangle$ einer späteren Zeit t in den Anfangszuständen $|n,0\rangle$ bereits vektoriell enthalten. Wir haben das in den bisherigen Beispielen schon benutzt, wollen es aber anhand von Gleichung (6.1) noch einmal diskutieren. Da wir uns normalerweise für die Entwicklung in positiver Zeitrichtung interessieren¹⁰, schreiben wir die Zeitableitung hier in der Form

$$\frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}t}f(t) = \lim_{\mathrm{d}t \to 0} \frac{f(t) - f(t - \mathrm{d}t)}{\mathrm{d}t}$$

Multiplizieren wir dann (6.1) mit dem Zeitschritt dt durch, so erhalten wir

$$|n, t - dt\rangle = |n, t\rangle - \frac{i}{\hbar} dt (V |n, t\rangle + \kappa |n + 1, t\rangle + \kappa |n - 1, t\rangle)$$

Der Ortszustand zum früheren Zeitpunkt $t-\mathrm{d}t$ ist also eine Überlagerung der Ortszustände zum nächsten Zeitpunkt, diese wieder eine (kompliziertere) Überlagerung der Ortszustände zum übernächsten Zeitpunkt, und so weiter. Somit ist der Anfangs-Zustandsvektor (6.2) zu jedem Zeitpunkt t eine Überlagerung der jeweiligen $|n,t\rangle$. Schreiben wir die entsprechenden Überlagerungskoeffizienten als $\psi(n,t)$, so haben wir

$$\sum_{n=-\infty}^{\infty} \psi(n,0) |n,0\rangle = \sum_{n=-\infty}^{\infty} \psi(n,t) |n,t\rangle$$
 (6.3)

Für $\psi(n,t)$ gilt nun die Schrödingergleichung der Wellenfunktion. Zur Herleitung der Gleichung wenden wir die Zeitableitung mit dem Vorfaktor $-i\hbar$ auf

¹⁰Es gibt in der Quantenmechanik keinen prinzipiellen Unterschied zwischen vorwärtsund rückwärtslaufender Zeit.

(6.3) an und benutzen die Produktregel für die einzelnen Terme. Es ergibt sich zunächst

$$0 = \sum_{n = -\infty}^{\infty} \left\{ \left(-i\hbar \frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}t} \ \psi(n, t) \right) \ |n, t\rangle + \psi(n, t) \left(-i\hbar \frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}t} \ |n, t\rangle \right) \right\}$$

Für die Zeitableitung der Ortszustände im zweiten Term können wir (6.1) einsetzen. In der entstehenden Summe fassen wir zunächst alle Terme mit demselben Ortszustand zusammen. Das Hüpfen zeigt sich dann in den Indizes der Vorfaktoren; zum Beispiel ist

$$\sum_{n=-\infty}^{\infty} \psi(n,t)|n+1,t\rangle = \sum_{n=-\infty}^{\infty} \psi(n-1,t)|n,t\rangle$$

weil beide Summen, wenn man sie ausschreibt, dieselben Summanden enthalten. Ausklammern von gemeinsamen Zustandsvektoren ergibt nun

$$0 = \sum_{n=-\infty}^{\infty} \left(-i\hbar \frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}t} \ \psi(n,t) + V \ \psi(n,t) + \kappa \ \psi(n-1,t) + \kappa \ \psi(n+1,t) \right) \ |n,t\rangle$$

Der Klammerausdruck muß für jedes einzelne n null sein; diese Art von Schlußfolgerung haben wir in (5.2) ganz allgemein besprochen. Also gilt

$$i\hbar \frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}t} \psi(n,t) = \kappa \psi(n+1,t) + \kappa \psi(n-1,t) + V \psi(n,t)$$
 (6.4)

Das ist eine Differentialgleichung bezüglich der Zeit und eine Differenzengleichung bezüglich des Teilchenortes. Um insgesamt die Schrödinger'sche Differentialgleichung zu bekommen, müssen wir nur noch den Grenzfall betrachten, in dem der Abstand a zwischen benachbarten Detektoren gegen null geht. Zunächst stellen wir fest, daß die Detektornummer n und die Ortskoordinate x über die Beziehung

$$x = n a$$

miteinander zusammenhängen. In diesem Sinne läßt sich $\psi(n,t)$ auch als $\psi(x,t)$ schreiben, und Gleichung (6.4) in der Form

$$i\hbar \frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}t} \psi(x,t) = \kappa \psi(x+a,t) + \kappa \psi(x-a,t) + V \psi(x,t)$$
 (6.5)

Diese Gleichung enthält für $a \to 0$ eine zweite Ableitung nach dem Teilchenort. Um das zu sehen, schreiben wir für die zweite Ableitung einer Funktion zunächst allgemein $f''(x) = \lim_{a\to 0} (f'(x+\frac{1}{2}a)-f'(x-\frac{1}{2}a))/a$ und drücken darin die ersten Ableitungen durch die Differenzen f(x+a)-f(x) bzw. f(x)-f(x-a) aus; auf diese Weise erhalten wir

$$f''(x) = \lim_{a \to 0} \frac{f(x+a) + f(x-a) - 2f(x)}{a^2}$$

Um einen solchen Ausdruck in Gleichung (6.5) wiederzufinden, braucht man nur die Hüpfterme um $-2\kappa\psi(x,t)$ zu ergänzen und die Ergänzung vom Energieterm wieder abzuziehen; außerdem muß man mit a^2 erweitern. Aus (6.5) wird damit

$$i\hbar \frac{d}{dt} \psi(x,t) = a^2 \kappa \frac{\psi(x+a) + \psi(x-a) - 2\psi(x)}{a^2} + (V+2\kappa)\psi(x)$$
 (6.6)

Wir müssen nun über die Parameter V und κ verfügen, die ja bisher in keiner Weise festgelegt waren. Zum einen können wir den Energie-Nullpunkt festlegen, indem wir

$$V = -2\kappa \tag{6.7}$$

setzen. Außerdem können wir $a^2\kappa$ durch eine andere, ebenfalls unbestimmte Zahl m ausdrücken (deren Vorzeichen wir unten diskutieren):

$$a^2 \kappa = -\frac{\hbar^2}{2m} \tag{6.8}$$

Im Limes $a\to 0$ müssen wir Ableitungen nach der Zeit und nach dem Ort auseinanderhalten, also partielle Ableitungen verwenden. Das ergibt schließlich die zeitabhängige kräftefreie Schrödingergleichung

$$i\hbar \frac{\partial}{\partial t} \psi(x,t) = -\frac{\hbar^2}{2m} \frac{\partial^2}{\partial x^2} \psi(x,t)$$
 (6.9)

Wir werden bei der Diskussion von Gleichung (6.14) sehen, daß der Parameter m als Masse des Teilchens identifiziert werden kann. Damit sollte m>0 sein, was für den Hüpfparameter die Einschränkung $\kappa<0$ bedeutet. Wir treffen hier aber nur eine Wahl, die die "Natur" uns freistellt. Für $\kappa<0$ werden alle kinetischen Energien positiv, für $\kappa>0$ werden sie alle negativ; es ist nur eine Konvention, sich für positive kinetische Energien zu entscheiden.

6.2 Impuls und Geschwindigkeit

Die einfachsten Lösungen von Gleichung (6.9) sind sogenannte $ebene^{11}$ Wellen

$$\psi(x,t) = \exp\frac{i}{\hbar}(px - Et) \qquad \text{mit } E = \frac{p^2}{2m}$$
 (6.10)

Der Parameter p ist dabei eine beliebige reelle Zahl. Wenn es nur darauf ankäme, die Differentialgleichung zu lösen, wenn es also keine Randbedingungen gäbe, könnte p sogar komplex sein. Wir wollen hier ohne nähere Begründung konstatieren, daß für komplexes p die Wellenfunktion in einer der Richtungen $x \to \pm \infty$ unendlich groß werden würde, und daß sich infolgedessen das Teilchen nur im Unendlichen aufhalten würde. Das ist nicht die Situation, die uns physikalisch interessiert; also wählen wir p reell.

An der Beziehung zwischen E und dem Parameter p in Gleichung (6.10) fällt auf, daß sie gerade so ist, als ob E die kinetische Energie und p der Impuls der Lösung wäre. Beides sollte, jedenfalls nach den klassischen Vorstellungen, in einer räumlichen Bewegung des Teilchens mit Geschwindigkeit v = p/m zum Ausdruck kommen. Das ist auch der Fall, allerdings auf eine sehr unklassische Weise. Zunächst betonen wir, daß die Schrödingergleichung eine lineare Gleichung für die Wellenfunktion ist, so daß aus bereits gewonnenen Lösungen, etwa $\psi_1(x,t)$ und $\psi_2(x,t)$, stets weitere Lösungen in der Form von Überlagerungen $\psi(x,t) = A\psi_1(x,t) + B\psi_2(x,t)$ folgen.

Räumliche Bewegung entsteht erst bei Überlagerung von ebenen Wellen mit verschiedenen Impulsen p., also bei insgesamt unscharfem Impuls.

Um den Effekt zu demonstrieren, reichen schon zwei überlagerte Wellen mit geringfügig verschiedenen Impulsen p_1 und p_2 . Die Energien zu diesen Impulsen liegen nach Gleichung (6.10) zwar fest, aber es lohnt sich, zunächst allgemein E_1 und E_2 zu schreiben. Am einfachsten ist es, die Überlagerung mit dem Minuszeichen zu betrachten:

$$\psi(x,t) = e^{\frac{i}{\hbar}(p_1 x - E_1 t)} - e^{\frac{i}{\hbar}(p_2 x - E_2 t)}$$
(6.11)

Diese Wellenfunktion ist jedenfalls dort null, wo die beiden Exponenten übereinstimmen, also für $p_1x - E_1t = p_2x - E_2t$ oder, anders geschrieben,

$$x = \frac{E_1 - E_2}{p_1 - p_2} t =: x_0(t)$$

¹¹Die analogen Lösungen in 3 Dimensionen haben ebene Flächen konstanter Phase.

An dem Ort $x_0(t)$ hält sich das Teilchen zur Zeit t garantiert nicht auf. Denn in der Überlagerung $\sum_x \psi(x,t) |x,t\rangle$ hat der Ortszustand $|x_0,t\rangle$ den Vorfaktor $\psi(x_0,t)=0$, daher fehlt dieser Ort in dem Überlagerungszustand.

Die beiden Exponentialfunktionen in (6.11) sind auch dort gleich, wo sich die Exponenten nur um ganzzahlige Vielfache von 2π unterscheiden. Daraus ergibt sich als vollständige Liste der Nullstellen von (6.11)

$$x_n(t) = \frac{E_1 - E_2}{p_1 - p_2} t + \frac{2\pi\hbar}{p_1 - p_2} n \qquad n = 0, \pm 1, \pm 2, \dots$$
 (6.12)

Alle diese Orte $x_n(t)$ bewegen sich gleichförmig mit der Geschwindigkeit $v = \Delta E/\Delta p$. Im Limes $p_1 \to p_2$ erhalten wir

$$v = \frac{\mathrm{d}E}{\mathrm{d}p} = \frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}p} \frac{p^2}{2m} = \frac{p}{m} \tag{6.13}$$

Plausiblerweise liegt der Aufenthaltsort des Teilchens zwischen den Orten, wo es sich nicht aufhält; also muß sich auch der Aufenthaltsort selbst mit v = p/m bewegen.

Wir können jetzt begründen, warum wir m als Masse und p als Impuls bezeichnet haben. Aus (6.10) und (6.13) folgt ja

$$E = \frac{1}{2}mv^2 \tag{6.14}$$

Darin ist E die Energie aufgrund von Axiom 2. Die Größe v haben wir soeben geometrisch als Teilchengeschwindigkeit identifiziert. In Analogie zur klassischen Struktur von kinetischer Energie wird man also $m=2E/v^2$ als Masse des Teilchens definieren, und p=mv als den Impuls.

In der Wellenfunktion (6.10) hängt nur der Faktor $e^{-iEt/\hbar}$ von der Zeit ab. Damit handelt es sich um eine *stationäre* Überlagerung von Ortszuständen, wie wir nun zeigen wollen. Schreiben wir zunächst die Gleichung (6.3) für den vorliegenden Spezialfall hin, wobei wir wieder x = na benutzen:

$$|\psi\rangle = \sum_{n=-\infty}^{\infty} e^{ipna/\hbar} |n,0\rangle = \sum_{n=-\infty}^{\infty} e^{i(pna-Et)/\hbar} |n,t\rangle$$
 (6.15)

Auf beiden Seiten sind die Ortszustände so überlagert, daß zwischen Nachbarorten überall dieselbe und von der Zeit unabhängige Phasenverschiebung besteht:

$$\psi(n+1,t) = e^{ipa}\psi(n,t) \tag{6.16}$$

Führen wir für eine solche Überlagerung das Symbol

$$|p,t\rangle := \sum_{n=-\infty}^{\infty} e^{ipna/\hbar} |n,t\rangle$$
 (6.17)

ein, so nimmt Gleichung (6.15) folgende Form an:

$$|p,0\rangle = e^{-iEt/\hbar} |p,t\rangle$$

Das ist gerade die Beziehung zwischen einem Anfangszustand und einem Folgezustand, wie sie für ein stationäres System mit der Energie E charakteristisch war; siehe Gleichung (2.1). Dem Meßwert M entspricht hier eine konkrete quantenmechanische Struktur, nämlich das Bildungsgesetz (6.16). Es ist durch den Zustands¹²parameter p und damit physikalisch durch den Impuls charakterisiert. Daher werden die Überlagerungszustände (6.17) auch als Impulszustände bezeichnet.

6.3 Bemerkungen zum Gaußschen Wellenpaket

Die kräftefreie zeitabhängige Schrödingergleichung (6.9) hat außer den ebenen Wellen noch einen weiteren Typ von exponentiellen Lösungen. Es empfiehlt sich, zur Vorbereitung eine vereinfachte Differentialgleichung zu betrachten:

$$\frac{\partial}{\partial t} \psi(x,t) = -\frac{1}{4} \frac{\partial^2}{\partial x^2} \psi(x,t)$$
 (6.18)

Wie man durch Differenzieren nachrechnen kann, gibt es dazu die folgende spezielle Lösung:

$$\psi_{\rm A}(x,t) = t^{-1/2} \exp(x^2/t)$$

Hieraus kann man durch Substitutionen von x und t das Gaußsche Wellenpaket entwickeln. Die richtigen Koeffizienten der Schrödingergleichung erhält man bereits für die modifizierte Funktion

$$\psi_{\rm B}(x,t) = \psi_{\rm A}(x,2\hbar t/im)$$

denn aus der Kettenregel für die Zeitableitung und aus Gleichung (6.18) für die Funktion ψ_A folgt

$$i\hbar \frac{\partial}{\partial t} \; \psi_{\rm B}(x,t) = -\frac{\hbar^2}{2m} \frac{\partial^2}{\partial x^2} \; \psi_{\rm B}(x,t)$$

 $^{^{12}}$ Der Detektorabstand a ist kein Parameter des Zustandes, sondern der Meßapparatur.

Da es sich bei dieser Gleichung um eine Beziehung zwischen Ableitungen handelt, bleibt sie auch gültig, wenn man in einem dritten Schritt die Variablen x und t um komplexe Konstanten ξ und τ verschiebt:

$$\psi_{\rm C}(x,t) = \psi_{\rm B}(x-\xi,t-\tau)$$

Die Verschiebungen haben eine physikalische Bedeutung, die sich *a posteriori* nachprüfen läßt; wir nehmen sie hier mit der folgenden Schreibweise schon vorweg:

$$\tau = t_0 + \frac{i}{\hbar} m\sigma^2 \qquad \qquad \xi = x_0 + \frac{i}{\hbar} p_0 \sigma^2$$

Durch die komplexe Verschiebung in der Zeit erhält die Wellenfunktion zum reellen Zeitpunkt t_0 eine endliche reelle Breite σ . Durch die komplexe Verschiebung im Ort verlagert sich der Schwerpunkt der Wellenfunktion räumlich nach x_0 und im Impulsraum nach p_0 .

6.4 Potentielle Energie

"Potentiell" ist diejenige Energie, die ein Teilchen aufgrund der Tatsache hat, daß es sich an einem bestimmten Ort befindet. Zum Beispiel hat ein 1-dimensionales Elektron am Ort x in einem konstanten elektrischen Feld \mathcal{E} die potentielle Energie $V(x) = e\mathcal{E}x$.

Wenn wir in der diskreten Schrödingergleichung (6.1) die Hüpfterme abschalten, indem wir $\kappa=0$ oder $m=\infty$ setzen, so werden die Ortszustände einzeln stationär. Das Teilchen hat dann an seinem jeweiligen Aufenthaltsort nur eine potentielle Energie, d.h. es ist V=E. Diese Energie kann, zum Beispiel durch Einschalten eines elektrischen Feldes, vom Ort x=na abhängig gemacht werden. Folglich gilt für das unendlich schwere Teilchen die Schrödingergleichung

$$-i\hbar \frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}t} |n, t\rangle = V(n) |n, t\rangle \qquad (m = \infty)$$

Wenn wir nun die Hüpfterme in der *vorherigen* Form wieder einschalten (was wir sogleich diskutieren werden) so erhalten wir

$$-i\hbar \frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}t} |n,t\rangle = V(n) |n,t\rangle + \kappa |n+1,t\rangle + \kappa |n-1,t\rangle$$
 (6.19)

Wie in Abschnitt 6.1 gewinnt man hieraus den Kontinuumlimes $a \to 0$. Es muß lediglich zum bisherigen, konstant-divergenten Anteil (6.7) der potentiellen Energie noch ein räumlich variabler, endlicher Anteil $U(x) \equiv U(n)$ hinzugefügt werden:

$$V(n) = -2\kappa + U(n)$$

Das Ergebnis ist die allgemeine zeitabhängige Schrödingergleichung

$$i\hbar \frac{\partial}{\partial t} \psi(x,t) = -\frac{\hbar^2}{2m} \frac{\partial^2}{\partial x^2} \psi(x,t) + U(x) \psi(x,t)$$
 (6.20)

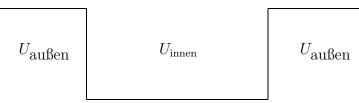
Wie wir gesehen haben, entspricht die Struktur des Potentialterms dem generellen Ausdruck für quantenmechanische Energie durch eine Differentialgleichung in t, nur daß diese Energie hier einem bestimmten Ort zugeordnet ist. Die Ableitungsstruktur des kinetischen Terms resultiert aus einem "symmetrischen Hüpfen" zu den Nachbarorten.

Weshalb haben wir nun angenommen, daß der Hüpfparameter κ nicht von der potentiellen Energie beeinflußt wird? Tatsächlich haben wir damit nur den physikalischen Anwendungsbereich von Gleichung (6.20) genauer bestimmt. Wie wir in einem späteren "fortgeschrittenen" Kapitel besprechen wollen, kann sehr wohl auch der Hüpfparameter von Ort zu Ort variieren, und zwar ganz allgemein als komplexe Zahl $\kappa = |\kappa|e^{i\phi}$. Wenn dabei nur der Phasenfaktor $e^{i\phi}$ ortsabhängig wird, so entspricht das physikalisch einem zugeschalteten Magnetfeld. Eine räumliche Variation des Betrages $|\kappa|$ bewirkt einen Zusatzterm in der potentiellen Energie¹³. Im allgemeinen Fall treten diese Effekte natürlich zusammen auf.

¹³Wahrscheinlich ist es ein Gravitationspotential, das zu einem elektrostatischen Potential hinzukommt; die physikalische Deutung dieses Terms ist noch in Arbeit.

7 Anschlußbedingungen

Zur Vereinfachung betrachtet man in der Quantenmechanik auch potentielle Energien U(x), die sich an einzelnen Stellen sprunghaft ändern. Zum Beispiel haben Elektronen im Innern eines Metallstücks ein niedrigeres Potential U als außerhalb, wobei der Übergangsbereich die äußere Schicht von Atomrümpfen ist. Diese Schicht ist extrem dünn im Verhältnis zum Metallstück.



Nun ist die Schrödingergleichung an den Sprungstellen eines Potentials problematisch, weil dort die 2. Ableitung der Wellenfunktion gerade aufgrund der Gleichung nicht eindeutig definiert sein kann. Das Problem tritt nicht auf, wenn wir nur diskrete Aufenthaltsorte x = na für ein Teilchen zulassen; denn dann gibt es keinen Unterschied zwischen stetigen, n-mal differenzierbaren oder völlig beliebigen Wellenfunktionen. Gehen wir also wieder zu der diskretisierten Schrödingergleichung (6.4) zurück und untersuchen wir, wie sich die Wellenfunktion an einer Potentialsprungstelle x_0 verhält! Das Ergebnis wird sein, daß auf beiden Seiten von x_0 sowohl die Funktionswerte als auch die Ableitungen der Wellenfunktion übereinstimmen müssen:

$$\psi(x_0)_{\text{links}} = \psi(x_0)_{\text{rechts}} \tag{7.1}$$

$$\psi'(x_0)_{\text{links}} = \psi'(x_0)_{\text{rechts}}$$
 (7.2)

Lösungstechnisch bedeutet das sogar nur eine Anschlußbedingung:

$$\frac{\psi'(x_0)_{\text{links}}}{\psi(x_0)_{\text{links}}} = \frac{\psi'(x_0)_{\text{rechts}}}{\psi(x_0)_{\text{rechts}}}$$
(7.3)

Weil nämlich die Schrödingergleichung linear ist, kann man links oder rechts von der Sprungstelle die Wellenfunktion mit einer beliebigen Zahl multiplizieren und auf diese Weise immer erreichen, daß entweder Funktionswerte oder Ableitungen auf beiden Seiten gleich sind. Ist damit (7.1) oder (7.2) erfüllt, so ergibt sich aus (7.3) auch die jeweils fehlende Bedingung.

Zur Begründung von (7.1) und (7.2) gehen wir von der diskretisierten Schrödingergleichung für eine Wellenfunktion mit Energie E aus:

$$\kappa \psi(n+1) + \kappa \psi(n-1) + V(n) \psi(n) = E \psi(n)$$
(7.4)

Wir können diese Gleichung nach $\psi(n+1)$ auflösen; dieses ist also durch die beiden linken Nachbarwerte $\psi(n-1)$ und $\psi(n)$ zusammen mit V(n) bereits festgelegt. Die Abbildung zeigt, was das an der Sprungstelle bedeutet.

Im Bereich $n \leq 0$ ist die Potentialfunktion $V_{-}(n)$. Von links her bestimmt es die Wellenfunktion bis hin zu $\psi(1)$.

Um die Wellenfunktion vom Bereich n > 0 her zu verfolgen, lösen wir Gleichung (7.4) nach $\psi(n-1)$ auf; dieses ist nun durch die beiden rechten Nachbarwerte $\psi(n+1)$ und $\psi(n)$ zusammen mit V(n) festgelegt. Die Potentialfunktion $V_{+}(n)$ bestimmt die Wellenfunktion bis hin zu $\psi(0)$.

Die Funktionswerte $\psi(0)$ und $\psi(1)$ gehören also beiden Potentialbereichen gemeinsam an. Als Teile einer Gesamtlösung müssen ψ_{links} und ψ_{rechts} daher in den Werten $\psi(0)$ und $\psi(1)$ übereinstimmen. Eine gleichwertige Bedingung ist, daß sie in den folgenden Kombinationen übereinstimmen:

$$\frac{\psi(1) + \psi(0)}{2} \quad \text{und} \quad \frac{\psi(1) - \psi(0)}{a}$$

Im Limes $a \to 0$ werden daraus Funktionswert und Ableitung der Wellenfunktion, und es ergeben sich die Anschlußbedingungen (7.1) und (7.2).

8 Tunneleffekt an der Rechteck-Barriere

In der klassischen Mechanik kann die kinetische Energie eines Teilchens nur positiv sein; Bereiche mit einer Gesamtenergie E < V(x) sind für klassische Teilchen verboten. Hingegen kann ein quantenmechanisches Teilchen durch solche Bereiche hindurch "tunneln". Dieser Effekt läßt sich rechnerisch am einfachsten bei einem rechteckigen Potentialverlauf studieren. Betrachten wir also eine Potential-Barriere der Dicke D und der konstanten Höhe $V_0 > 0$:

$$V(x) = \begin{cases} V_0 & x \in [0, D] \\ 0 & x \notin [0, D] \end{cases}$$
 (8.1)

Die stationäre Schrödingergleichung ist

$$-\frac{\hbar^2}{2m}\frac{\partial^2}{\partial x^2} \psi(x) + V(x) \psi(x) = E \psi(x) \quad \text{mit } V(x) \text{ gemäß (8.1)}$$

In den Bereichen $x \leq 0$ und $x \geq D$ ist das die freie Schrödingergleichung mit den Basislösungen

$$e^{ipx}$$
 und e^{-ipx} $p = \sqrt{2mE}$ (8.2)

Im Barrierenbereich 0 < x < D ist V(x) zwar nicht null, aber es ist konstant und kann daher rechnerisch der Energie E zugeschlagen werden. Wir setzen also $E' = E - V_0$ und haben mit diesem Argument sofort auch im Barrierenbereich zwei Basislösungen zur Verfügung, nämlich

$$e^{ip'x}$$
 und $e^{-ip'x}$ $p' = \sqrt{2m(E - V_0)}$ (8.3)

Im Energiebereich $0 < E < V_0$ ist der Impuls p' imaginär, was klassisch keinen Sinn hat, wohl aber quantenmechanisch für eine Wellenfunktion.

Randbedingungen

Die Schrödingergleichung beschreibt alle Situationen, die bei einem Teilchen mit dem Potentialverlauf V(x) vorkommen können. Das Teilchen kann zum Beispiel von rechts (x > D) anfliegen und mit der Barriere wechselwirken; ebensogut kann es von links (x < 0) kommen. Auch Überlagerungen dieser beiden Alternativen sind Lösungen der Schrödingergleichung. Wir müssen die uns interessierende physikalische Situation also genauer definieren.

Beim Tunneleffekt fliegt das Teilchen von einer Seite auf die Barriere zu, und es interessiert die Wahrscheinlichkeit, mit der es auf die andere, klassisch verbotene Seite gelangt. Auf letzterer Seite wird sich das Teilchen stets von der Barriere weg bewegen, was eine Nebenbedingung für die Richtung des Impulses in diesem Bereich bedeutet. Nehmen wir an, daß das Teilchen aus dem Bereich $x \geq D$ angeflogen kommt. Dann soll im Bereich $x \leq 0$ der Impuls in die negative x-Richtung weisen. Von den beiden Basisfunktionen (8.2) hat e^{ipx} einen nach rechts und e^{-ipx} einen nach links gerichteten Impuls; die Wellenfunktion darf also im Bereich $x \leq 0$ nur die Basisfunktion e^{-ipx} enthalten und muß damit von der Form

$$\psi(x) = c_{\text{trans}} e^{-ipx}$$
 im Bereich $x < 0$ (8.4)

sein. Der Zahlenkoeffizient $c_{\rm trans}$ ist noch frei. Um die weitere Diskussion übersichtlicher zu gestalten, setzen wir zunächst

$$c_{\text{trans}} = 1$$
 (vorläufig) (8.5)

und geben damit der zu konstruierenden Lösung der Schrödingergleichung eine vorläufige "technische" Normierung. Später werden wir, um die Tunnelwahrscheinlichkeit zu ermitteln, die gewonnene Gesamtlösung neu normieren. Mit der vorläufigen Setzung (8.5) haben wir am Austrittspunkt der Barriere bei x=0 die folgenden Werte für die Wellenfunktion und ihre Ableitung:

$$\psi(0) = 1$$
 $\psi'(0) = -ip$ (8.6)

Wir halten fest, daß der Funktionswert reell und die Ableitung imaginär ist.

Wellenfunktion im Innern der Barriere

Die Wellenmechanik des Tunneleffekts spielt sich vor allem im Innern der Potentialbarriere ab. Wir diskutieren hier nur den klassisch verbotenen Fall mit E' < 0. Der Impuls p' ist dann rein imaginär, p' = iq, und die Basislösungen (8.3) sind in Wirklichkeit reelle Exponentialfunktionen

$$e^{-qx}$$
 und e^{qx} mit $q = \sqrt{2m(V_0 - E)}$ (8.7)

Diese beiden Funktionen müssen nun so überlagert werden, daß sie bei x=0 die Vorgaben der Gleichung (8.6) erfüllen. Dazu ist es am einfachsten, zunächst die beiden Überlagerungen $\cosh qx = \frac{1}{2}e^{qx} + \frac{1}{2}e^{-qx}$ und $\sinh qx = \frac{1}{2}e^{qx} - \frac{1}{2}e^{-qx}$ zu bilden. Am Punkt x=0 trägt nämlich der cosinus hyperbolicus nur zum Funktionswert und nicht zur Ableitung bei, während umgekehrt

der *sinus hyperbolicus* nur zur Ableitung und nicht zum Funktionswert beiträgt. Wie die Probe zeigt, ist ganz allgemein

$$\psi(0)\cosh qx + \psi'(0)\frac{1}{q}\sinh qx$$

diejenige Uberlagerung von e^{-qx} und e^{qx} , die bei x=0 einen vorgegebenen Funktionswert $\psi(0)$ und eine vorgegebene Ableitung $\psi'(0)$ hat. Mit den konkreten Vorgaben (8.6) erhalten wir also im Innern der Potentialbarriere die Lösungsfunktion

$$\psi(x) = \cosh qx - \frac{ip}{q} \sinh qx$$
 im Bereich $0 < x < D$ (8.8)

Schon an dieser Stelle ist zu sehen, daß der Tunneleffekt exponentiell klein sein wird. Denn $\cosh qx$ und $\sinh qx$ verhalten sich für große Argumente wie $e^{qx}/2$, so daß Real- und Imaginärteil der Wellenfunktion (8.8) innerhalb der Barriere von x=0 nach x=D stark anwachsen. Da unser Teilchen von x>D her kommt, ist die Dichte der Aufenthaltswahrscheinlichkeit $|\psi(x)|^2$ auf der Ankunftsseite sehr viel größer als auf der Tunnelseite.

Tunnelwahrscheinlichkeit

Um die genaue Tunnelwahrscheinlichkeit zu erhalten, müssen wir allerdings die Lösungsfunktion noch im Bereich x > D berechnen. Aus (8.8) erhalten wir Funktionswert und Ableitung an der Anschlußstelle x = D:

$$\psi(D) = \cosh qD - \frac{ip}{q} \sinh qD$$
 $\qquad \qquad \psi'(D) = q \sinh qD - ip \cosh qD$

Zur Fortsetzung von $\psi(x)$ in den Bereich x > D sind jetzt die Basislösungen $\cos p(x-D)$ und $\sin p(x-D)$ zweckmäßiger als e^{ipx} und e^{-ipx} . Der Vorteil ist auch hier wieder, daß bei x=D der Cosinus nur zum Funktionswert und der Sinus nur zur Ableitung beiträgt, so daß wir die Lösungsfunktion mit vorgegebenen Randbedingungen sofort hinschreiben können:

$$\psi(x) = \psi(D)\cos p(x-D) + \psi'(D)\frac{1}{p}\sin p(x-D) \qquad p = \sqrt{2mE/\hbar^2}$$

In unserem konkreten Fall führt das zunächst auf

$$\psi(x) = \left(\cosh qD - \frac{ip}{q}\sinh qD\right)\cos p(x - D) +$$

$$+ \frac{1}{p} \left(q \sinh qD - ip \cosh qD \right) \sin p(x-D)$$

Für die physikalische Interpretation müssen wir nun noch $\cos p(x-D)$ und $\sin p(x-D)$ mit Hilfe der Eulerschen Formel in ebene Wellen zerlegen. Nach unserer Vorgabe kommt das Teilchen von rechts; das entspricht einem Anteil proportional zu e^{-ipx} in der Wellenfunktion, den wir als einlaufenden Anteil bezeichnen. Der Anteil proportional zu e^{ipx} läuft im Bereich x>D von der Barriere weg; dies entspricht dem Fall, daß das Teilchen an der Barriere reflektiert wird. Unsere oben gewonnene Überlagerung von einlaufender und reflektierter Welle ist

$$\psi(x) = c_{\text{einl}} e^{-ipx} + c_{\text{refl}} e^{ipx}$$
 im Bereich $x > D$ (8.9)

mit

$$c_{\rm einl} = \left(\cosh qD + \frac{i}{2} \left(\frac{q}{p} - \frac{p}{q}\right) \sinh qD\right) \ e^{ipD}$$

und

$$c_{\text{refl}} = +\frac{1}{2i} \left(\frac{q}{p} + \frac{p}{q} \right) \sinh q D \ e^{-ipD}$$

Wenn wir die Wellenfunktion auf der linken Seite der Barriere analog schreiben und e^{-ipx} dort als transmittierte Wellen bezeichnen, so kommt noch die Gleichung

$$\psi(x) = c_{\text{trans}} e^{-ipx}$$
 mit $c_{\text{trans}} = 1$ im Bereich $x < 0$

hinzu. Als Maß für die quantenmechanische Durchlässigkeit der Barriere kann nun das Verhältnis der Aufenthaltswahrscheinlichkeitsdichten in der einlaufenden und der transmittierten Welle dienen; dementsprechend definiert man den Transmissionskoeffizienten als $T = |c_{\rm trans}|^2 / |c_{\rm einl}|^2$. Nach unserer Rechnung ergibt sich für die rechteckige Potentialbarriere, wenn man noch $\cosh^2 x = 1 + \sinh^2 x$ benutzt,

$$T = \frac{1}{1 + \frac{1}{4} \left(\frac{q}{p} + \frac{p}{q}\right)^2 \sinh^2 qD}$$

Analog definiert man den Reflexionskoeffizienten als $R = |c_{\text{refl}}|^2 / |c_{\text{einl}}|^2$. Durch Nachrechnen findet man R + T = 1; dies läßt sich dahingehend interpretieren, daß sich das Teilchen nach der Wechselwirkung mit der Barriere

entweder in der transmittierten oder in der reflektierten Welle befinden muß. Um diese Interpretation zu rechtfertigen, muß man jedoch aus unseren Wellenfunktionen mit scharfer Energie zunächst durch Überlagerung Wellenpakete mit unscharfer Energie bilden und deren zeitliche Entwicklung verfolgen. Dabei zeigt sich tatsächlich ein einzelnes einlaufendes Wellenpaket, das sich nach dem Stoß an der Barriere in ein reflektiertes und ein transmittiertes Wellenpaket aufspaltet.

In den Anwendungen des Tunneleffektes gilt typischerweise $qD \gg 1$. Aus dem sinh qD im Transmissionskoeffizienten wird dann $e^{qD}/2$, und dieser Exponentialfaktor hängt viel empfindlicher von den Parametern p und q ab als die übrigen, algebraischen Faktoren. Im wesentlichen gilt damit, wenn man p und q wieder durch die Energie ausdrückt,

$$T \approx \text{const} \times \exp\left(-\frac{2}{\hbar}\sqrt{2m(V_0 - E)}D\right)$$
 (8.10)

Die Tunnelwahrscheinlichkeit hängt also ab von der Teilchenmasse m, von der Barrierenhöhe V_0 über dem Energieniveau E, und von der Barrierendicke D. Alle diese Parameter stehen im Exponenten, was auf extreme Variationen der Tunnelwahrscheinlichkeit in Abhängigkeit von den Parametern hinausläuft. Aus diesem Grund variieren zum Beispiel beim α -Zerfall von radioaktiven Atomkernen die Halbwertszeiten von Bruchteilen von Sekunden bis zu Milliarden von Jahren, obwohl die Energiedifferenz $V_0 - E$ nur im Bereich einiger MeV und die Barrierendicke D nur im Bereich einiger Femtometer variiert.

Wichtig ist an (8.10) auch die Abhängigkeit von der Barrierendicke D. Setzt man nämlich zwei Barrieren gleicher Höhe aber mit unterschiedlichen Dicken zu $D=D_1+D_2$ zusammen, so multiplizieren sich die Tunnelwahrscheinlichkeiten

$$T(D_1 + D_2) = T(D_1)T(D_2).$$

Unter Hinweis darauf nimmt man häufig an, daß sich Tunnelwahrscheinlichkeiten näherungsweise auch dann multiplizieren, wenn die Barrierenhöhen unterschiedlich sind.

Zusammenfassung

Wenn die Tunnelbarriere "hoch" und "dick" ist, führen die beiden exponentiellen Lösungen der Schrödingergleichung im Innern der Barriere zu extrem verschiedenen physikalischen Resultaten. Es kommt also für das Verständnis des Tunneleffekts wesentlich darauf an, zu sehen, warum immer jeweils

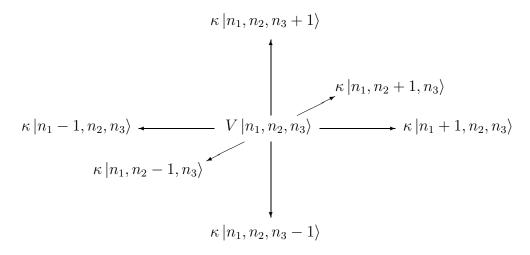
die abschwächende Lösung die Hauptrolle spielt, während die verstärkende Lösung durch einen extrem kleinen Vorfaktor unterdrückt ist. Fassen wir die Argumente zusammen:

- \bullet Auf der Austrittsseite der Barriere ist nur eine weglaufende Welle e^{-ipx} vorhanden.
- Damit sind dort Funktionswert und Ableitung als komplexe Zahlen um 90° phasenverschoben.
- Funktionswert und Ableitung multiplizieren sich innerhalb der Barriere mit den *reellen* Funktionen Cosh und Sinh; die Phasenverschiebung bleibt erhalten.
- Das ist analog zu der Situation, daß Real- und Imaginärteil der Wellenfunktion wie Cosh und Sinh von der Austritts- zur Eintrittsseite hin exponentiell anwachsen.

9 Quantenteilchen in 3 Dimensionen

Bei der 1-dimensionalen Anordnung von Detektoren war es wichtig, überall denselben Detektorabstand a zu wählen. Aus Symmetriegründen war dann wenigstens beim freien Teilchen auch der Hüpfparameter κ überall gleich. Nur deshalb war es möglich, weitergehende Schlüsse zu ziehen und κ mit einer Teilchenmasse m in Verbindung zu bringen. Erst recht müssen wir nun in 3 Dimensionen darauf achten, daß uns die Symmetrie der Anordnung erlaubt, an allen Orten mit demselben Hüpfparameter auszukommen¹⁴. Die einfachste Möglichkeit ist eine Anordnung der Detektoren wie in einem kubischen Kristallgitter¹⁵.

Zweckmäßigerweise führen wir in einem 3-dimensionalen kubischen Gitter ein kartesisches Koordinatensystem ein, so daß die Position eines Detektors durch drei Nummern (n_1, n_2, n_3) beschrieben wird; sie durchlaufen unabhängig voneinander alle ganzen Zahlen von $-\infty$ bis $+\infty$. Wir wollen annehmen, daß das Teilchen in einem Zeitschritt vom Punkt (n_1, n_2, n_3) nur zu den sechs nächsten Nachbarn hüpfen kann:



¹⁴Diese Vorbetrachtung zur Symmetrie ist keineswegs ein Artefakt des diskretisierten Raumes. Sie erklärt vielmehr gerade, weshalb auch die Kanonische Quantisierung nur in kartesischen Koordinatensystemen funktioniert.

¹⁵Das Gitter muß nur invariant unter Translationen und unter Punktspiegelung sein. Die übrigen Eigenschaften, wie beispielsweise Winkel zwischen Kristallachsen oder die Anzahl der Gitterpunkte pro Einheitszelle, ändern nur den Zusammenhang zwischen der Masse und dem oder den Hüpfparameter(n).

In Analogie zu Gleichung (6.1) wird dann für einen Ortszustand $|n_1, n_2, n_3, t\rangle$ folgendes gelten:

$$-i\hbar \frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}t} | n_{1}, n_{2}, n_{3}, t \rangle = V | n_{1}, n_{2}, n_{3}, t \rangle + \kappa | n_{1} - 1, n_{2}, n_{3}, t \rangle + \kappa | n_{1} + 1, n_{2}, n_{3}, t \rangle + \kappa | n_{1} - 1, n_{2}, n_{3}, t \rangle + \kappa | n_{1}, n_{2} + 1, n_{3}, t \rangle + \kappa | n_{1}, n_{2} - 1, n_{3}, t \rangle + \kappa | n_{1}, n_{2}, n_{3} + 1, t \rangle + \kappa | n_{1}, n_{2}, n_{3} - 1, t \rangle$$

$$(9.1)$$

Bilden wir analog zu (6.3) eine allgemeine Überlagerung der Ortszustände

$$|\psi\rangle = \sum_{n_1, n_2, n_3} \psi(n_1, n_2, n_3, t) |n_1, n_2, n_3, t\rangle$$

so folgt aus (9.1) zunächst wieder eine diskrete Schrödingergleichung

$$i\hbar \frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}t} \psi(n_1, n_2, n_3, t) = V \psi(n_1, n_2, n_3, t) + \kappa \psi(n_1 + 1, n_2, n_3, t) + \kappa \psi(n_1 - 1, n_2, n_3, t) + \kappa \psi(n_1, n_2 + 1, n_3, t) + \kappa \psi(n_1, n_2 - 1, n_3, t) + \kappa \psi(n_1, n_2, n_3 + 1, t) + \kappa \psi(n_1, n_2, n_3 - 1, t)$$

Anstelle der Detektornummern können wir auch Ortskoordinaten benutzen:

$$x_1 = n_1 a$$
 $x_2 = n_2 a$ $x_3 = n_3 a$ $\psi(x_1, x_2, x_3, t) \equiv \psi(n_1, n_2, n_3, t)$

Damit haben die Hüpfterme die Form $\kappa\psi(x_1+a,x_2,x_3,t)+\kappa\psi(x_1-a,x_2,x_3,t)$ in 1-Richtung und analog in 2- und 3-Richtung. Die Hüpfterme werden zu 2. Ableitungen in jeweils einer Raumrichtung¹⁶, wenn wir $V=-6\kappa+U$ setzen und die κ -Terme nach dem Muster von Gleichung (6.6) zu Differenzenquotienten zusammenfassen. Schließlich setzen wir wieder $\kappa=-\hbar^2/2ma^2$ und erhalten so im Kontinuumlimes $a\to 0$ die 3-dimensionale zeitabhängige Schrödingergleichung für $\psi\equiv\psi(x_1,x_2,x_3,t)$

$$i\hbar \frac{\partial \psi}{\partial t} = -\frac{\hbar^2}{2m} \left(\frac{\partial^2 \psi}{\partial x_1^2} + \frac{\partial^2 \psi}{\partial x_2^2} + \frac{\partial^2 \psi}{\partial x_3^2} \right) + U(x_1, x_2, x_3) \ \psi \tag{9.2}$$

Wie in Abschnitt 6.4 diskutiert, haben wir den Potentialanteil U hier wieder als ortsabhängig angenommen, den Hüpfparameter κ bzw. die Teilchenmasse m jedoch als konstant.

 $^{^{16}}$...d.h. zu partiellen 2. Ableitungen nach x_1, x_2 oder x_3 ...

10 Magnetfeld: Hüpfen mit Phasenverschiebung

Zur Herleitung der Schrödingergleichung haben wir bisher den Hüpfparameter κ als räumlich und zeitlich konstant angesehen. In diesem Abschnitt soll nun die physikalische Bedeutung eines variablen κ diskutiert werden. Allerdings wollen wir weiterhin κ und V als zeitlich konstant ansehen.

Auch von der Hüpfrichtung hängt κ im allgemeinen Fall ab. Die 6 Richtungen zu den nächsten Nachbarn auf dem 3-dimensionalen kubischen Gitter wollen wir mit $\mu=\pm 1,\pm 2,\pm 3$ bezeichnen; die Hüpfvektoren der Länge a in diesen Richtungen sollen mit $\vec{\mu}$ bezeichnet werden. Damit können wir eine vektorielle Kurzschreibweise für die Hüpfprozesse von Abschnitt 9 angeben. Von Gitterplatz \vec{x} (mit $\vec{x}=a\vec{n}$) gelangen wir in μ -Richtung zum Nachbarplatz $\vec{x}+\vec{\mu}$. Gehen wir also von folgender diskretisierter Schrödingergleichung aus:

$$-i\hbar \frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}t} |\vec{x}, t\rangle = V(\vec{x}) |\vec{x}, t\rangle + \sum_{\mu = -3}^{3} \kappa(\vec{x}, \mu) |\vec{x} + \vec{\mu}, t\rangle$$
 (10.1)

Es sind nun je zwei κ 's voneinander abhängig, wie man folgendermaßen sieht. Für das Skalarprodukt von "gleichzeitigen" Ortszuständen gilt

$$\langle \vec{x}, t | \vec{x}', t \rangle = \begin{cases} 1 & \vec{x} = \vec{x}' \\ 0 & \vec{x} \neq \vec{x}' \end{cases}$$
 unabhängig von t (10.2)

Wenn wir dies nach t differenzieren, so können wir links die Produktregel¹⁷ anwenden und erhalten rechts null. Für die Ableitung der einzelnen Faktoren können wir (10.1) einsetzen, wobei zu beachten ist, daß beim Übergang von $|\vec{x},t\rangle$ zu $\langle \vec{x},t|$ alle Vorfaktoren komplex zu konjugieren sind¹⁸. Auswertung mit Hilfe von (10.2) in den Fällen $\vec{x}' = \vec{x}$ und $\vec{x}' = \vec{x} + \vec{\mu}$ mit $\mu = -3, \ldots, 3$ ergibt, daß alle $V(\vec{x})$ reelle Zahlen sein müssen, und daß

$$\kappa(\vec{x} - \vec{\mu}, \mu) = \overline{\kappa(\vec{x}, -\mu)}$$
 für alle \vec{x} und μ (10.3)

Dabei bedeutet \overline{z} allgemein die zu z komplex-konjugierte Zahl.

 $^{^{17}}$ Für Ableitungen von Produkten gilt $(f \bullet g)' = f' \bullet g + f \bullet g'$ weitgehend unabhängig von der Art der Faktoren f und g. Das Produkt $f \bullet g$ muß nur reell-linear in f und g sein. f und g können ganz unterschiedliche Objekte sein, wie etwa Matrix und Vektor oder Zeilenvektor und Spaltenvektor.

¹⁸Das ist eine allgemeine Eigenschaft des Skalarprodukts von Vektoren im Komplexen.

Analog zu Abschnitt 9 folgt aus (10.1) eine Gleichung für die Wellenfunktion. Mit Hilfe von (10.3) erhält man

$$i\hbar \frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}t} \ \psi(\vec{x},t) = V(\vec{x})\psi(\vec{x},t) + \sum_{\mu=-3}^{3} \overline{\kappa(\vec{x},\mu)} \ \psi(\vec{x}+\vec{\mu},t)$$
 (10.4)

Auch hier verbirgt sich in den Hüpftermen wieder eine diskretisierte 2. Ableitung der Wellenfunktion. Es handelt sich um zwei nacheinander ausgeführte kovariante Differenzen. Fassen wir zunächst die Abweichungen vom homogenen Hüpfparameter in einem exponentiell geschriebenen Vorfaktor¹⁹ zusammen; dabei ist z zunächst ein beliebiges komplexes Zahlenfeld:

$$\overline{\kappa(\vec{x},\mu)} = \kappa_0 e^{iaz(\vec{x},\mu)} \qquad \kappa_0 = -\frac{\hbar^2}{2ma^2}$$
 (10.5)

Die kovariante Differenz $D_{\mu}f$ einer beliebigen Funktion $f(\vec{x})$ ist definiert als

$$D_{\mu}f(\vec{x}) = e^{iaz(\vec{x},\mu)}f(\vec{x} + \vec{\mu}) - f(\vec{x})$$
(10.6)

 D_{μ} und $D_{-\mu}$ sind wegen (10.3) zueinander adjungiert, $D_{-\mu} = D_{\mu}^{\dagger}$, denn es gilt

$$\sum_{\vec{x}} \overline{g(\vec{x})} D_{\mu} f(\vec{x}) = \sum_{\vec{x}} \overline{D_{-\mu} g(\vec{x})} f(\vec{x})$$

Bei Anwendungen auf die Wellenfunktion $\psi(\vec{x},t)$ fungiert t nur als Parameter. Bildet man zunächst $D_{\mu}\psi$ und wendet auf diese neue Funktion noch einmal $D_{-\mu}$ an, so ergibt sich

$$D_{-\mu}D_{\mu}\psi(\vec{x},t) = -e^{iaz(\vec{x},\mu)}\psi(\vec{x}+\vec{\mu},t) - e^{iza(\vec{x},-\mu)}\psi(\vec{x}-\vec{\mu},t) + \{1 + e^{iaz(\vec{x},-\mu)}e^{iaz(\vec{x}-\vec{\mu},\mu)}\}\psi(\vec{x},t)$$

Aus Gleichung (10.4) wird damit nach ein paar Umstellungen

$$i\hbar \frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}t} \ \psi(\vec{x},t) = \frac{\hbar^2}{2ma^2} \sum_{\mu=1}^3 D_{\mu}^{\dagger} D_{\mu} \psi(\vec{x},t) + W(\vec{x}) \psi(\vec{x},t)$$
 (10.7)

mit

$$W(\vec{x}) = V(\vec{x}) + 3\kappa_0 + \kappa_0 \sum_{\mu=1}^{3} |e^{iaz(\vec{x}, -\mu)}|^2$$
 (10.8)

¹⁹Das a im Exponenten wird sich später als sinnvoll erweisen; man könnte es auch in das hier noch völlig allgemeine $z(\vec{x}, \mu)$ mit hineindefinieren.

Wenden wir uns nun dem Kontinuumlimes $a \to 0$ zu. Der Vorfaktor a^{-2} in Gleichung (10.7) verteilt sich auf die beiden kovarianten Differenzen. Wäre nun allein schon $a^{-1}D_{\mu}$ im Limes divergent, so wäre erst recht das Produkt $a^{-2}D_{\mu}^{\dagger}D_{\mu}$ divergent; denn wenn man $a^{-1}D_{\mu}$ und $a^{-1}D_{\mu}^{\dagger}$ als Matrizen darstellt (es sind ja lineare Abbildungen) so sind die Diagonalelemente von $a^{-2}D_{\mu}^{\dagger}D_{\mu}$ von der Form $s_{i}^{\dagger}s_{i}$ wobei s_{i} der ite Spaltenvektor von $a^{-1}D_{\mu}$ ist.

Damit bleibt die Bedingung auszuwerten, daß $a^{-1}D_{\mu}$ einen Limes für $a \to 0$ hat. Das Verfahren dazu ist aus der Gittereichtheorie bekannt. Wir entwickeln in Gleichung (10.6) die verschobene Wellenfunktion bis zur ersten Ordnung der Taylorreihe,

$$f(\vec{x} + \vec{\mu}) = f(\vec{x}) + a \frac{\partial f(\vec{x})}{\partial x_{\mu}} + \mathcal{O}(a^2)$$

und entwickeln auch den Exponentialfaktor bis zur ersten Ordnung der Exponentialreihe. Das ergibt zunächst

$$a^{-1}D_{\mu}f(\vec{x}) = \frac{\partial}{\partial x_{\mu}}f(\vec{x}) + iz(\vec{x}, \mu) f(\vec{x}) + \mathcal{O}(a).$$

Wir stellen nun fest, daß es für den Kontinuumlimes nur darauf ankommt, daß das Zahlenfeld $z(\vec{x},\mu)$ einen wohldefinierten Limes für $a\to 0$ hat, und daß wir im Hinblick auf den Limes nichts verlieren, wenn wir $z(\vec{x},\mu)$ von Anfang an mit diesem Limes gleichsetzen. Aus diesem Grund haben wir auch $z(\vec{x},\mu)$ und nicht $z(a,\vec{x},\mu)$ geschrieben. Damit erhalten wir nun

$$\lim_{a \to 0} a^{-1} D_{\mu} f(\vec{x}) = \frac{\partial f(\vec{x})}{\partial x_{\mu}} + iz(\vec{x}, \mu) f(\vec{x})$$

Für die adjungierte kovariante Differenz erhalten wir analog

$$\lim_{a \to 0} a^{-1} D_{\mu}^{\dagger} f(\vec{x}) = -\frac{\partial f(\vec{x})}{\partial x_{\mu}} + \overline{iz(\vec{x}, \mu)} f(\vec{x}).$$

Diese Grenzwerte brauchen wir im Prinzip nur noch in Gleichung (10.7) einzusetzen, um die Kontinuums-Schrödingergleichung zu gewinnen. Dabei ergibt sich eine Vereinfachung, die man rein mathematisch nicht erwarten würde: Der Imaginärteil des z-Feldes fällt aus allen Ableitungstermen heraus und trägt nur in Form mehrerer Multiplikationsoperatoren, also in Form von Potentialtermen, zur Schrödingergleichung bei. Aus dem Realteil des

z-Feldes müssen wir nur ein paar Naturkonstanten herausziehen, um ihn mit dem Vektorpotential eines geladenen Teilchens in einem Magnetfeld zu identifizieren:

$$\operatorname{Re}z(\vec{x},\mu) = -\frac{e}{\hbar}A_{\mu}(\vec{x})$$

Damit lautet die Schrödingergleichung im Kontinuum

$$i\hbar \frac{\partial}{\partial t} \psi(\vec{x}, t) = \frac{1}{2m} \sum_{\mu=1}^{3} \left(\frac{\hbar}{i} \frac{\partial}{\partial x_{\mu}} - eA_{\mu}(\vec{x}) \right)^{2} \psi(\vec{x}, t) + U(\vec{x})\psi(\vec{x}, t)$$
(10.9)

wobei sich das skalare Potential U folgendermaßen zusammensetzt:

$$U(\vec{x}) = W(\vec{x}) + \frac{\hbar^2}{2m} \sum_{\mu=1}^{3} \left(\frac{\partial \text{Im}z}{\partial x_{\mu}} + (\text{Im}z(\vec{x}, \mu))^2 \right)$$

Hier haben wir das $W(\vec{x})$ aus Gleichung (10.8) verwendet und angenommen, daß alle unendlichen Terme in (10.8) von dem freien Parameterfeld $V(\vec{x})$ kompensiert werden.

Unter physikalischen Gesichtspunkten ist es nicht ganz so überraschend, daß der Imaginärteil des z-Feldes zur potentiellen Energie eines Teilchens beiträgt. In Gleichung (10.5) führt ja Imz zu einem reellen Exponentialfaktor $\exp(-a\operatorname{Im}z(\vec{x},\mu))$ und damit zu einer örtlich veränderlichen Hüpf-Wahrscheinlichkeit. Dies ist die Situation, die wir antreffen würden, wenn wir kartesische Koordinaten (unser kubisches Gitter) in einem gekrümmten Raum verwenden, so daß die physikalische Hüpfdistanz zu den Nachbarpunkten nicht überall gleich ist. In der Allgemeinen Relativitätstheorie spricht man dann von einer ortsabhängigen Metrik, und es ist bekannt, daß sie sich im nichtrelativistischen Limes als Gravitationspotential manifestiert. Da wir die Schrödingergleichung ohne Nebenbedingungen hergeleitet haben, somit alle physikalisch möglichen Situationen damit erfassen sollten, muß es Beiträge zur potentiellen Energie sowohl von elektrischen Feldern als eben auch von Gravitationsfeldern geben. Die zusammengesetzte Struktur von $U(\vec{x})$ ist so gesehen nicht verwunderlich.

11 Zusammengesetzte Quantensysteme

Je nach physikalischem Zusammenhang erscheint ein Quantensystem als elementares oder als zusammengesetztes System. Zum Beispiel verhält sich ein Edelgas-Atom bei Energien unterhalb der Ionisierungsenergie wie ein einzelnes Teilchen, während sich bei höheren Energien die Hüllen-Elektronen und der Kern als Bestandteile bemerkbar machen. In diesem Abschnitt geht es ganz allgemein darum, Quantenzustände von System-Teilen zu einem Gesamt-Zustand zusammenzufügen.

Produkt-Zustände

Zunächst eine Vorüberlegung, die auch für klassische Systeme gilt. Betrachten wir zwei Einzelsysteme \mathcal{A} und \mathcal{B} , und nehmen wir an, daß man System \mathcal{A} immer nur in einem der Zustände a_1, \ldots, a_m vorfindet (man denke an ein Teilchen, das in einem von m Löchern sitzen kann) und System \mathcal{B} nur in einem der Zustände b_1, \ldots, b_n . Für das zusammengesetzte System \mathcal{AB} gibt es dann $m \cdot n$ verschiedene Zustände. In gewisser Weise ist \mathcal{AB} ein Produkt von \mathcal{A} und \mathcal{B} , im Gegensatz zur gebräuchlichen Redeweise vom Ganzen als der "Summe" der Teile.

Quantenmechanisch sind Zustände abstrakte Vektoren, deren Uberlagerung wieder neue quantenphysikalische Zustände ergibt. Die Möglichkeiten a_1, \ldots, a_m für das System \mathcal{A} interpretieren wir folglich als Zustandsvektoren $|a_1\rangle, \ldots, |a_m\rangle$, die Möglichkeiten b_1, \ldots, b_n für das System \mathcal{B} als Zustandsvektoren $|b_1\rangle, \ldots, |b_n\rangle$. Völlig analog dazu sind

$$|a_1b_1\rangle \dots |a_1b_n\rangle$$

 $|a_2b_1\rangle \dots |a_2b_n\rangle$
 $\vdots \qquad \vdots$
 $|a_mb_1\rangle \dots |a_mb_n\rangle$

die $m \cdot n$ Zustandsvektoren, die das Gesamtsystem \mathcal{AB} beschreiben. Auch diese können natürlich beliebige Überlagerungen bilden. Damit ist die Struktur der Zustandsvektoren von \mathcal{AB} schon fast geklärt — bis auf folgendes Detail: Wie übertragen sich Überlagerungszustände von \mathcal{A} oder \mathcal{B} allein auf solche von \mathcal{AB} ?

Es sei \mathcal{A} , für sich allein betrachtet, im Überlagerungszustand $\alpha |a_1\rangle + \beta |a_2\rangle$. Nun ist ein System, sofern es nicht das ganze Universum darstellen soll, in

Wirklichkeit nie allein; vielmehr kann mit dem Ausdruck nur gemeint sein, daß andere Systeme bei dem betrachteten Vorgang unverändert bleiben. Ist zum Beispiel \mathcal{B} unverändert im Zustand $|b_7\rangle$, so muß es physikalisch egal sein, ob wir dies im Gesamtzustand berücksichtigen oder uns wegdenken:

$$\alpha |a_1\rangle + \beta |a_2\rangle$$
 äquivalent zu $\alpha |a_1b_7\rangle + \beta |a_2b_7\rangle$ (11.1)

Als Zustand von \mathcal{AB} hat also die Überlagerung dieselben Koeffizienten wie als Zustand von \mathcal{A} . Analog gilt mit vertauschten Rollen von \mathcal{A} und \mathcal{B} :

$$\alpha |b_1\rangle + \beta |b_2\rangle$$
 äquivalent zu $\alpha |a_7b_1\rangle + \beta |a_7b_2\rangle$ (11.2)

Diese Regeln enthalten eine Produktstruktur, die man am besten sieht, wenn man die Basiszustände $|a_ib_k\rangle$ selbst schon als Produkte auffaßt:

$$|a_i b_j\rangle \stackrel{\text{def}}{=} |a_i\rangle |b_j\rangle$$

Die Ersetzung (11.1) entspricht dem Multiplizieren mit $|b_7\rangle$ von rechts, und Ersetzung (11.2) dem Multiplizieren mit $|a_7\rangle$ von links. Die allgemeine Regel für das Zusammensetzen von Einzelzuständen zu Systemzuständen lautet: Sind \mathcal{A} und \mathcal{B} unabhängig voneinander in den Zuständen

$$|A\rangle = \sum_{1}^{m} \psi_i |a_i\rangle$$
 $|B\rangle = \sum_{1}^{m} \phi_j |b_j\rangle$

so befindet sich \mathcal{AB} im Produktzustand

$$|A\rangle |B\rangle \stackrel{\text{def}}{=} \sum_{1}^{m} \sum_{1}^{n} \psi_{i} \phi_{j} |a_{i}\rangle |b_{j}\rangle$$

Man spricht auch von einem unkorrelierten Zustand des Gesamtsystems.

Produkt-Operationen

Manche Operationen am Gesamtsystem reduzieren sich auf solche an den Teilsystemen. So kann man räumliche Verschiebungen von \mathcal{AB} ausführen, indem man man als erstes nur \mathcal{A} und als zweites nur \mathcal{B} verschiebt. Dasselbe gilt für räumliche Drehungen. Hieraus folgt, daß sich die Impulse und Drehimpulse von \mathcal{A} und \mathcal{B} addieren. Befindet sich nämlich \mathcal{A} in einem Impuls-Zustand $|k_A\rangle$, so erhält es bei Verschiebung um d einen Vorfaktor e^{ik_Ad} . Derselbe Vorfaktor entsteht am Zustandsvektor des Gesamtsystems, da \mathcal{B} unverändert

bleibt. Beim zweiten Schritt sind die Rollen von \mathcal{A} und \mathcal{B} vertauscht; wiederum wird der Gesamt-Zustand mit einem Faktor multipliziert, nämlich mit $e^{ik_B d}$. Damit ist \mathcal{AB} insgesamt verschoben, und es ist ein Vorfaktor

$$e^{i(k_A+k_B)d}$$

entstanden. Die Impulse $p_A = \hbar k_A$ und $p_B = \hbar k_B$ haben sich addiert, weil sie definitionsgemäß im Exponenten des Vorfaktors stehen.

Entsprechendes gilt für Drehungen. Sind beide Einzelsysteme in Eigenzuständen des Drehimpulses bezüglich derselben Achse, und sind m_A und m_B die Drehimpulsquantenzahlen, so erhält das Gesamtsystem bei Drehung um den Winkel α den Vorfaktor

$$e^{i(m_A+m_B)\alpha}$$

Etwas komplizierter liegen die Verhältnisse bei der Energie. Während wir Drehungen und Verschiebungen im Prinzip in beliebig kurzer Zeit ausführen können, zeigt sich die Energie gerade in der Entwicklung von Vorfaktoren mit der Zeit. Wir müssen den Teilsystemen Zeit lassen, ihre Phasenfaktoren zu entwickeln, und dadurch bekommen sie "Gelegenheit", miteinander zu wechselwirken (zum Beispiel durch den Austausch von Teilchen). Liegt aber der Fall vor, daß \mathcal{A} und \mathcal{B} sich nicht gegenseitig beeinflussen $k\"{o}nnen$, so macht es keinen Unterschied, ob sich beide Systeme gleichzeitig entwickeln, oder zunächst nur das eine und danach das andere System²⁰. Dann ergibt sich wie bei Verschiebungen und Drehungen ein Gesamt-Faktor

$$e^{i(\omega_A+\omega_B)t}$$

bei der Entwicklung von Energie-Eigenzuständen über ein Zeitintervall t, so daß sich die Energien $E_A = \hbar \omega_A$ und $E_B = \hbar \omega_B$ addieren. Abweichungen von dieser Additivität würden eine Wechselwirkung der Systeme bedeuten.

²⁰Man kann sich durchaus realistisch vorstellen, daß die Zeitentwicklung experimentell kontrollierbar ist, und daß man sie nach Belieben ein- und ausschalten kann.

12 Halbzahliger Spin und das Pauli-Prinzip

Der Aufbau der Materie wird nicht allein durch die Schrödingergleichung bestimmt, sondern ganz wesentlich auch durch das

Pauli-Prinzip: Zwei Elektronen können nie im selben Quantenzustand sein. Dieses Prinzip gilt für Elektronen deshalb, weil sie einen Spin 1/2 haben. Wie der Zusammenhang allerdings zu begründen ist, darüber gibt es unter Physikern zur Zeit keine einhellige Meinung. Hier soll von den kursierenden Ideen die bei weitem einfachste vorgestellt werden (Abschnitt "Spin 1/2 und die Antisymmetrie"; das Übrige ist allgemein akzeptierter Standard).

Pauli's Prinzip und die Antisymmetrie der Zustände

Wenn von einem Zwei-Teilchen-Zustand gesagt wird, daß das erste Teilchen im Zustand $|A\rangle$ und das zweite im Zustand $|B\rangle$ ist, so ist damit folgendes Produkt von Zustandsvektoren (vgl. Abschnitt 11) gemeint:

$$|Zwei-Teilchen-Zustand\rangle = |A\rangle |B\rangle$$

Bei ununterscheidbaren Teilchen läßt sich dieser Zustand grundsätzlich nicht von $|B\rangle\,|A\rangle$ unterscheiden, so daß man es nach dem Superpositionsprinzip ("unentschiedene Alternative") immer mit einem Überlagerungszustand aus $|A\rangle\,|B\rangle$ und $|B\rangle\,|A\rangle$ zu tun hat. Entscheidend für das Pauli-Prinzip ist nun, daß bei Teilchen mit Spin 1/2 die Überlagerung stets mit einem relativen Minuszeichen stattfindet:

$$|\text{Zwei-Teilchen-Zust} = |A\rangle |B\rangle - |B\rangle |A\rangle$$
 (12.1)

Die Begründung für das Minuszeichen ist der Punkt, an dem sich die Geister scheiden. Viele bedeutende Physiker bevorzugen eine tief mathematische Begründung im Rahmen der Axiomatischen Quantenfeldtheorie²¹; andere bedeutende Physiker bevorzugen die im Verhältnis dazu sehr einfache Begründung²², die in den folgenden Abschnitten gegeben wird.

Aus der Antisymmetrie von (12.1) folgt sofort, daß ein Zwei-Elektronen-Zustand mit A=B nicht existieren kann, denn dann hätte man

$$|A\rangle\,|A\rangle - |A\rangle\,|A\rangle = \text{Nullvektor}$$

²¹Ein Plädoyer dafür ist das Buch von I. Duck und E. C. G. Sudarshan, Pauli and the Spin-Statistics Theorem (World Scientific 1997)

²²Eine der frühen Arbeiten dazu ist A. A. Broyles, Am. J. Phys. 44 (1976) 340.

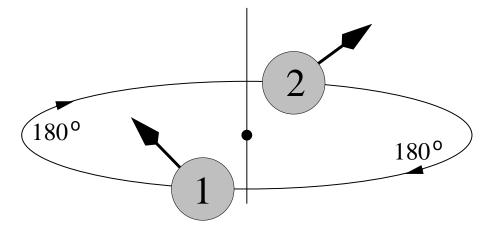


Abbildung 1: Zwei Einstellungen des Spins an den Orten 1 und 2, die sich durch 180°-Drehung um eine passende Achse ineinander überführen lassen. Zwei Elektronen mit solchen Einstellungen werden durch die 180°-Drehung vertauscht.

Der Nullvektor ist aber kein Zustandsvektor (siehe Anhang B). In diesem Sinne kann es zwei Elektronen im selben Zustand nicht geben.

Spin 1/2 und Drehungen um den Winkel 2π

Zustände mit Drehimpuls m (in Einheiten von \hbar) haben ein charakteristisches Verhalten bei Drehungen — sie nehmen einen Phasenfaktor $e^{im\alpha}$ auf, wenn α der Drehwinkel um die Drehimpulsachse ist. Hier sei als bekannt vorausgesetzt, daß jeder Spinzustand $|S\rangle$ als Überlagerung von $|m=\frac{1}{2}\rangle$ und $|m=-\frac{1}{2}\rangle$ dargestellt werden kann (2 Terme). Bei einer Drehung multipliziert sich jeder Term mit seinem charakteristischen Faktor $e^{i\alpha/2}$ beziehungsweise $e^{-i\alpha/2}$. Ist der Drehwinkel 2π , so sind beide Faktoren gleich, nämlich -1. Also erhält jeder Spinzustand bei Drehung um 2π diesen Gesamt-Vorfaktor:

$$D_{2\pi}|S\rangle = -|S\rangle \tag{12.2}$$

Drehungen um 2π und die Antisymmetrie bei Vertauschung

Derselbe Faktor -1 ist auch bei *Vertauschung* von zwei Teilchen im Spiel, weil die Vertauschung durch eine 180° -Drehung des Zwei-Teilchen-Systems realisiert werden kann (Abbildung 1).

Am einfachsten sieht man das in folgendem Szenarium. Teilchen 1 sei im Spin-Ort-Zustand $|1\rangle$, und Teilchen 2 in einem Zustand, der sich durch

 π -Drehung aus $|1\rangle$ gewinnen läßt (siehe Abbildung 1, linke Hälfte):

$$|2\rangle = D_{\pi} |1\rangle$$

Vertauschung der Teilchen durch π -Drehung des gesamten Systems bedeutet

Teilchen 1:
$$|1\rangle \longrightarrow D_{\pi} |1\rangle = |2\rangle$$

Teilchen 2: $|2\rangle \longrightarrow D_{\pi} |2\rangle = D_{\pi} D_{\pi} |1\rangle$

Beim Zustand des zweiten Teilchens geben die π -Drehungen zusammen eine 2π -Drehung, die nach Gleichung (12.2) nur einen Vorfaktor -1 erzeugt. Also haben wir insgesamt

Teilchen 1:
$$|1\rangle \longrightarrow |2\rangle$$
 Teilchen 2: $|2\rangle \longrightarrow -|1\rangle$

Das Zwei-Teilchen-System befindet sich in einem Produktzustand, und für diesen bedeutet die Vertauschung

$$|1\rangle|2\rangle \longrightarrow -|2\rangle|1\rangle$$

Dies alles folgt allein aus $m=\pm\frac{1}{2}$. Nehmen wir nun zusätzlich an, daß die beiden Teilchen ununterscheidbar sind, so stellen $|1\rangle|2\rangle$ und $|2\rangle|1\rangle$ zwei unentschiedene (in diesem Fall sogar unentscheidbare) Alternativen dafür dar, wie die zwei betrachteten Spin-Orte von den zwei Teilchen besetzt werden können. Wir erwarten folglich einen Überlagerungszustand

$$|1\rangle|2\rangle - |2\rangle|1\rangle \tag{12.3}$$

wobei das relative Minuszeichen aus dem Prozeß folgt, durch den die eine Alternative, wie oben gezeigt, in die andere überführt wird.

Unser Szenarium umfaßt zwar nicht den allgemeinen Fall eines Zwei-Elektronen-Zustandes, aber es umfaßt eine Basis für den allgemeinen Fall. Das soll heißen, daß sich jeder Zwei-Elektronen-Zustand als Überlagerung solcher Zustände schreiben läßt, wie wir sie behandelt haben. Dies zu zeigen ist eine elementare, aber längliche Übung in linearer Algebra, die wir übergehen wollen. Wir wollen hier nur festhalten, welche Eigenschaft unserer Basiszustände von der Form (12.3) sich auf jede Überlagerung überträgt: Es ist die Antisymmetrie, d.h. der Vorzeichenwechsel beim Vertauschen der Spin-Orte von Teilchen 1 und 2. Damit ist Gleichung (12.1) begründet.

A Komplexe Zahlen; Exponentialfunktion

A.1 Komplexe Addition und Gaußsche Zahlenebene

Komplexe Zahlen sind Erweiterungen von reellen Zahlen; sie werden aus zwei reellen Zahlen und aus der imaginären Einheit i wie folgt gebildet:

$$a + ib$$
 a, b reell

Alle Rechenregeln der reellen Algebra werden auch auf komplexe Zahlen angewendet; hinzu kommt die Gleichung $i^2=-1$ für die spezielle komplexe Zahli.

Man nennt a den Realteil und b den Imaginärteil von a+ib. Es sind verschiedene Formelzeichen dafür gebräuchlich; für Textverarbeitung in \LaTeX ist folgende Schreibweise am bequemsten:

$$a = \Re(a+ib) \qquad \qquad b = \Im(a+ib)$$

Trägt man wie in Abb. 2 den Realteil horizontal und den Imaginärteil vertikal graphisch auf, so erhält man die $Komplexe\ Zahlenebene$. Sie eignet sich auch zur Veranschaulichung der algebraischen Operationen. Wenn man beispielsweise zwei komplexe Zahlen addiert, so findet man durch Umordnen der Summanden und Ausklammern von i, daß sich Real- und Imaginärteile separat addieren:

$$(a_1 + ib_1) + (a_2 + ib_2) = (a_1 + a_2) + i(b_1 + b_2)$$

Das ist dasselbe Additionsgesetz wie für Vektoren in der Zahlenebene:

$$\left(\begin{array}{c} a_1 \\ b_1 \end{array}\right) + \left(\begin{array}{c} a_2 \\ b_2 \end{array}\right) = \left(\begin{array}{c} a_1 + a_2 \\ b_1 + b_2 \end{array}\right)$$

Auch beim Multiplizieren mit reellen Zahlen verhalten sich komplexe Zahlen wie 2-komponentige Vektoren. Ist nämlich r reell und z=a+ib komplex, so gilt

$$rz = (ra) + i(rb) \tag{A.1}$$

entsprechend der Vektor-Regel $r \cdot (a, b) = (ra, rb)$. Wird z dagegen mit einer komplexen Zahl multipliziert, so wird es nicht nur als Vektor verlängert oder verkürzt, sondern auch gedreht; siehe Abschnitt "Komplexe Multiplikation".

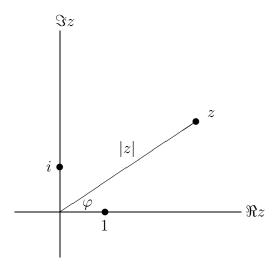


Abbildung 2: Real- und Imaginärteil als horizontale bzw. vertikale Komponenten in der Komplexen Zahlenebene. Sehr nützlich, insbesondere für komplexe Produkte, ist auch die Beschreibung einer Zahl z durch Betrag |z| und Phasenwinkel φ .

A.2Polardarstellung

Vektoren (a, b) haben die Länge bzw. den Betrag $\sqrt{a^2 + b^2}$. Analog definiert man den Betrag einer komplexen Zahl (siehe Abb. 2) durch

$$|z| = \sqrt{(\Re z)^2 + (\Im z)^2}$$

Der Winkel zwischen z und der reellen Achse, im Gegenuhrzeigersinn gezählt, wird in der Physik als Phasenwinkel²³ von z bezeichnet. Es gilt

$$\varphi = \arctan \frac{\Im z}{\Re z} = \arccos \frac{\Re z}{|z|} = \arcsin \frac{\Im z}{|z|}$$

Komplexe Multiplikation A.3

Der Sinn dieses Abschnitts ist es, eine wirklich elementare Darstellung der komplexen Multiplikation zu geben. Dabei wird Folgendes herauskommen:

Im Produkt $z=z_1z_2$ addieren sich die Phasenwinkel und es multiplizieren sich die Beträge:

$$\varphi = \varphi_1 + \varphi_2 \qquad |z| = |z_1| \cdot |z_2|$$
(A.2)
²³in der Mathematik als "Argument" $\arg(z)$

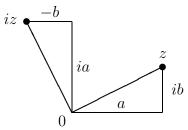


Abbildung 3: Bei jeder komplexen Zahl z = a + ib bewirkt Multiplikation mit i eine Drehung um 90° entgegen dem Uhrzeigersinn.

Zum Beweis überzeugen wir uns zunächst davon, daß jede komplexe Zahl bei Multiplikation mit i um 90° in der Zahlenebene gedreht wird. Algebraisch gilt

$$z = a + ib \implies iz = -b + ia$$

Aus dem ursprünglichen Realteil a wird also ein Imaginärteil, und aus dem ursprünglichen Imaginärteil b wird ein negativer Realteil -b. Abb. 3 zeigt, daß dies einer 90° -Drehung von z nach iz im Gegenuhrzeigersinn entspricht. Die Abbildung zeigt auch, daß es nützlich sein kann, eine komplexe Zahl zusammen mit ihrem Real- und Imaginärteil durch ein rechtwinkliges Dreieck zu veranschaulichen.

Betrachten wir nun das Produkt von z mit irgendeiner anderen Zahl z'. Der Vergleich von z mit z'z fällt besonders leicht, wenn wir die beiden Zahlen folgendermaßen schreiben:

$$z = a \cdot 1 + b \cdot i$$

$$z'z = a \cdot z' + b \cdot iz'$$
(A.3)
$$(A.4)$$

$$z'z = a \cdot z' + b \cdot iz' \tag{A.4}$$

Wir können die Zahlen 1 und i als Vektoren in der Gaußschen Ebene auffassen, die ein kartesisches Koordinatensystem aufspannen. In diesem System ist z durch die Koordinaten a und b dargestellt; dies wird durch Gleichung (A.3) wiedergegeben. Gleichung (A.4) besagt nun, daß in der Produktzahl z'zlediglich der Basisvektor 1 durch z' ersetzt ist, sowie der Basisvektor i durch iz'. Die neuen Basisvektoren sind gegenüber den alten um den Phasenwinkel von z' gedreht, daher ist auch z'z um φ' gegenüber z gedreht. Außerdem sind die neuen Basisvektoren gegenüber den "Einheitsvektoren" 1 und i um den Faktor |z'| verlängert, so daß auch z'z gegenüber z um diesen Faktor verlängert ist. Diese Ergebnisse sind in (A.2) zusammengefaßt. Abb. 4 zeigt ein Beispiel.

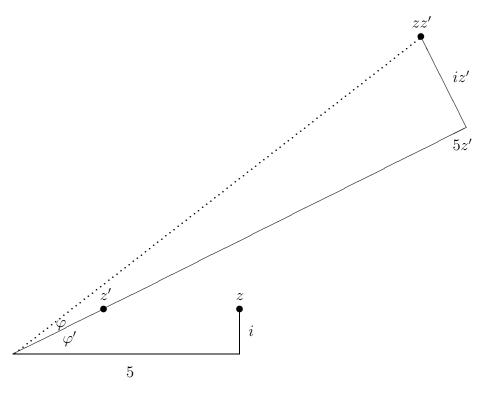


Abbildung 4: Beispiel für eine komplexe Multiplikation: Die Zahl z=5+i und ihr Produkt mit z'=2+i. Geometrisch handelt es sich um eine Drehstreckung.

A.4 Komplexe Exponentialfunktion

Bei physikalischen Vorgängen entsteht die Exponentialfunktion häufig dadurch, daß sich eine Größe bei jedem Zeitschritt mit einem Faktor $1+\epsilon$ multipliziert ("exponentielles Wachstum"). Nach N Schritten hat man dann einen Ausdruck der Form

$$(1+\epsilon)^N$$

Um die Zeit feiner zu unterteilen, muß man N größer und ϵ entsprechend kleiner wählen. Es läßt sich zeigen²⁴, daß ϵ umgekehrt proportional zu N sein muß, damit das Produkt gegen einen endlichen Wert strebt. Setzen wir $\epsilon = x/N$, so gelangen wir zu einer der vielen möglichen Definitionen der Exponentialfunktion, der Produktdarstellung

$$\lim_{N \to \infty} \left(1 + \frac{x}{N} \right)^N \quad \stackrel{\text{def}}{=} \quad e^x \tag{A.5}$$

A.4.1 Differentialgleichung

Die Ableitung der e-Funktion ist wieder die e-Funktion selbst:

$$\frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}x}e^x = e^x \tag{A.6}$$

Tatsächlich findet man in der Produktdarstellung

$$\frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}x} \left(1 + \frac{x}{N} \right)^N = \left(1 + \frac{x}{N} \right)^{N-1}$$

In der Ableitung fehlt also einer der Faktoren; er geht aber im Limes $N \to \infty$ gegen 1, daher folgt Gleichung (A.6).

A.4.2 Funktionalgleichung

Eine der wichtigsten Gleichungen für die Exponentialfunktion ist

$$e^u e^v = e^{u+v} \tag{A.7}$$

In der Produktdarstellung (A.5) hat man zunächst auf der linken Seite von (A.7)

$$\left(1 + \frac{u}{N}\right)^N \left(1 + \frac{v}{N}\right)^N = \left(1 + \frac{u+v}{N} + \frac{uv}{N^2}\right)^N$$

Der $1/N^2$ -Term wird im Limes $N \to \infty$ beliebig klein gegenüber den 1/N-Termen, somit bleibt nur der Beitrag von u+v übrig.

²⁴Im Komplexen ist es sogar sehr anschaulich, wie die Abbildungen 5 und 6 zeigen.

A.4.3 Imaginärer Exponent — Eulersche Formel

Wird der Exponent imaginär, so gilt die Eulersche Formel

$$e^{i\alpha} = \cos\alpha + i\sin\alpha \tag{A.8}$$

Diese Formel ist in der Produktdarstellung der e-Funktion besonders anschaulich. Wir haben es dann mit dem Ausdruck

$$\left(1 + \frac{i\alpha}{N}\right)^N \tag{A.9}$$

zu tun. Nach Regel (A.2) multiplizieren sich die Beträge und addieren sich die Phasenwinkel. Die Abbildungen 5 und 6 zeigen das Beispiel $\alpha=1.0$ für N=4 bzw. N=20. Der entscheidende Punkt ist, daß wir im Limes $N\to\infty$ die einzelnen Faktoren als Zahlen vom Betrag eins ansehen können. Um dies wirklich nachzuweisen, müßten wir eine mathematische Konvergenzbetrachtung durchführen. Wir wollen uns hier damit begnügen, die Behauptung plausibel zu machen. Der Unterschied zwischen dem Betrag von $1+\frac{i\alpha}{N}$ und 1 liegt nur²⁵ in der Größenordnung $1/N^2$. Das ist gegenüber den Termen der Größenordnung 1/N, die ja bei der Exponentialfunktion den "Effekt" machen, beliebig klein und daher gleichbedeutend mit null. Der Ausdruck (A.9) hat für $N\to\infty$ damit den Betrag eins. Er hat ferner den Phasenwinkel α , weil dieser das Nfache des Phasenwinkels α/N der komplexen Zahl $1+\frac{i\alpha}{N}$ ist.

Tragen wir nun die durch (A.9) ausgedrückte Zahl z mit Betrag 1 und Phasenwinkel α in der komplexen Ebene auf und projizieren wir auf die reelle und imaginäre Achse, so erhalten wir

$$\Re z = \cos \alpha$$
 $\Im z = \sin \alpha$

Genau das ist die Aussage der Eulerschen Formel.

A.4.4 Exponentialreihe

Die Produktform (A.5) entspricht zwar dem natürlichen Vorkommen der Exponentialfunktion am besten, aber sie ist nur langsam konvergent und daher

 $^{^{25}}$ In einem rechtwinkligen Dreieck mit zwei sehr ungleichen Katheten ist die Hypotenuse immer fast genauso lang wie die längere Kathete. Im vorliegenden Fall ist der Betrag des einzelnen Faktors $\sqrt{1+(\alpha^2/N^2)}$. Dies ist größer als 1, aber kleiner als $\sqrt{1+(\alpha^2/N^2)+(\alpha^4/4N^4)}=1+(\alpha^2/2N^2).$

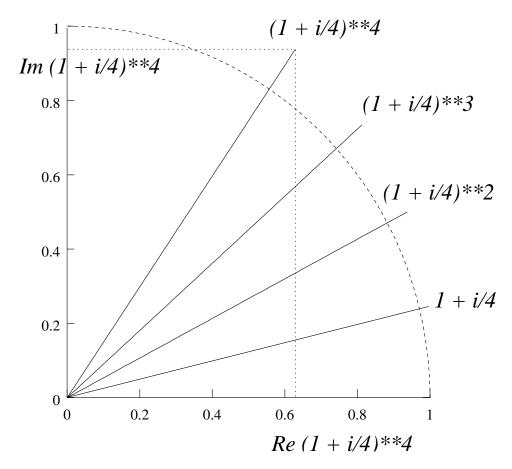


Abbildung 5: Das Produkt (A.9) für $\alpha=1.0$ und N=4. Die Beträge der einzelnen Potenzen (**) weichen hier noch stark vom Einheitskreis ab.

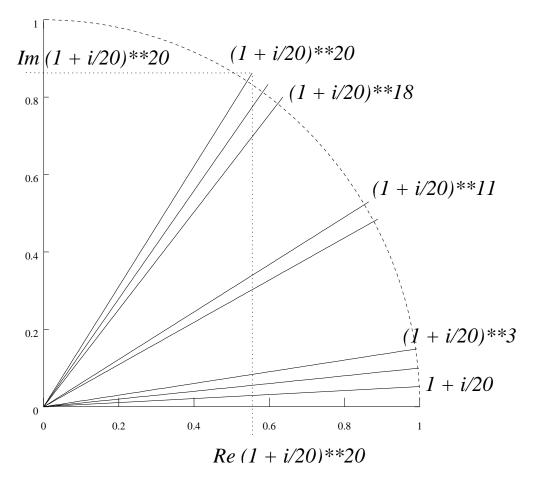


Abbildung 6: Das Produkt (A.9) für $\alpha=1.0$ und N=20. Die Abweichungen der Potenzen (**) vom Einheitskreis sind deutlich geringer als in Abbildung 5.

ungeeignet, um den Wert der Funktion numerisch zu berechnen. Hierfür benutzt man am besten die Potenzreihe. Man erhält sie mit der binomischen Formel

$$\left(1 + \frac{x}{N}\right)^N = \sum_{n=0}^N \frac{N(N-1)\cdots(N-n+1)}{1\cdot 2\cdots n} \left(\frac{x}{N}\right)^n$$

Das N erscheint in Zähler und Nenner jeweils nmal. Kürzen mit N^n ergibt

$$\sum_{n=0}^{N} \left(1 - \frac{1}{N} \right) \left(1 - \frac{2}{N} \right) \left(1 - \frac{n-1}{N} \right) \frac{x^n}{n!}$$

Im Limes $N \to \infty$ gehen die Klammerfaktoren gegen 1 und man erhält die Exponentialreihe

$$\sum_{n=0}^{\infty} \frac{x^n}{n!} = e^x$$

A.5 Fundamentalsatz der komplexen Algebra

Im Bereich der reellen Zahlen gibt es Polynome, die nach dem Muster $x^2 - 1 = (x-1)(x+1)$ "faktorisieren", und solche, die es nicht tun, wie etwa $x^2 + 1$. Im Bereich der komplexen Zahlen gibt es mehr Möglichkeiten für die Faktorisierung, wie das Beispiel $x^2 + 1 = (x-i)(x+i)$ zeigt. Tatsächlich besagt der Fundamentalsatz, daß jedes Polynom vom Grad n in ebensoviele Faktoren der Form $x - c_i$ zerlegt werden kann, wenn man komplexe Konstanten c_1, \ldots, c_n zuläßt. Es gilt dann stets

$$a_n x^n + \dots + a_1 x + a_0 = P(x) = a_n (x - c_1)(x - c_2) \dots (x - c_n)$$
 (A.10)

Auf der rechten Seite von (A.10) sieht man, daß es sich bei den c_1, \ldots, c_n um die Nullstellen des Polynoms handelt: $P(c_i) = 0$.

A.5.1 Existenz von *mindestens* einer Nullstelle

Wir veranschaulichen²⁶ zunächst die Tatsache, daß es im Komplexen kein Polynom *ohne* Nullstelle geben kann. Triviale Ausnahme: $P(x) = a_0$.

Wir lassen nun die Variable x in der komplexen Zahlenebene auf einem Kreis mit Radius r um den Ursprung laufen. Nach einem 2π -Umlauf kommt

²⁶Ein echter Beweis erfordert entweder außer-algebraische Hilfsmittel wie z.B. den Cauchyschen Integralsatz für holomorphe Funktionen, oder ziemlich raffinierte algebraische Betrachtungen.

das x wieder am Ausgangsort an. Aus gleichem x folgt gleiches P(x), daher hat auch P(x) in der komplexen Ebene einen geschlossenen Weg zurückgelegt. Dieser Weg ist im allgemeinen kompliziert²⁷, wird aber in den Grenzfällen $r \to 0$ und $r \to \infty$ überschaubar. Abbildung 7 zeigt das Beispiel $P(x) = x^2 + x + 1$ mit den x-Kreisradien r = 0.2, 0.5, 1.0, 1.8.

Wir brauchen nur den Fall $a_0 \neq 0$ zu diskutieren, denn für $a_0 = 0$ ist schon x = 0 eine Nullstelle. Wir betrachten nun die Größenordnung der einzelnen Potenzen von P(x). Der Betrag der Potenz x^k ist r^k .

Für $r \to 0$ werden die Potenzen x, x^2, \ldots, x^n klein gegenüber dem konstanten Term a_0 . Der Polynomwert P(x) bewegt sich dann nur in unmittelbarer Umgebung der Zahl a_0 in der komplexen Ebene. Damit liegt der Ursprung (0,0) außerhalb des geschlossenen Weges, den P(x) beschreibt.

Im Grenzfall $r \to \infty$ wird das Polynom dagegen von der höchsten Potenz dominiert und reduziert sich auf $P(x) = a_n x^n$. Der entsprechende Weg von P(x) ist, abgesehen vom Fall $P(x) = a_0$, ein Kreis mit Radius $|a_n|r^n$, der nmal durchlaufen wird. Der komplexe Ursprung (0,0) liegt innerhalb dieses Weges.

Fahren wir nun r kontinuierlich von Null bis Unendlich durch, so muß bei einem r_0 ein Übergang zwischen "Ursprung außen" und "Ursprung innen" stattfinden. Bei diesem $r=r_0$ muß der Ursprung **auf** dem durchlaufenen Weg liegen; denn wenn er noch außerhalb oder schon innerhalb liegen würde, so wäre dies auch in einer kleinen r-Umgebung noch der Fall, weil P(x) stetig von x abhängt und sich der Weg von P(x) in der komplexen Ebene nur stetig in r verformen kann. Liegt der Ursprung auf dem Weg von P(x), so hat das Polynom eine Nullstelle.

A.5.2 Das Zerfallen in Linearfaktoren

Ein Polynom in x kann man durch die Variable $\bar{x} = x - c$ ausdrücken, indem man $x = \bar{x} + c$ in P(x) einsetzt und ausmultipliziert. Man erhält ein Polynom $\bar{P}(\bar{x})$ vom selben Grad, aber mit anderen Koeffizienten:

$$\bar{P}(\bar{x}) = \bar{a}_n \,\bar{x}^n + \dots + \bar{a}_1 \,\bar{x} + \bar{a}_0 \tag{A.11}$$

Ist nun P(c) = 0, so folgt $\bar{P}(0) = 0$. Dies ist nur möglich, wenn der konstante Term \bar{a}_0 in (A.11) null ist. In diesem Fall kann man aus $\bar{P}(\bar{x})$ einen Faktor

 $^{^{27}}$ Er kann sich zum Beispiel mehrfach selbst schneiden; dann betrachtet man am besten nur die äußere Umrandung des Weges.

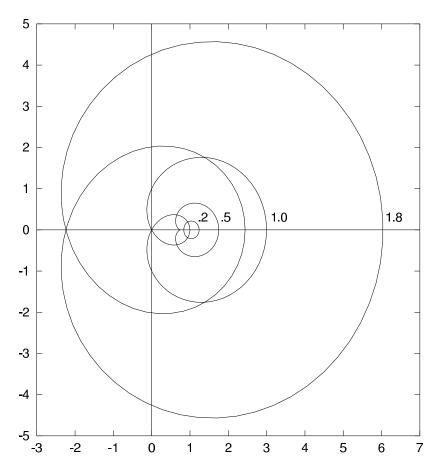


Abbildung 7: Werte, die das Polynom x^2+x+1 durchläuft, wenn x auf einem Kreis mit $|x|=0.2,\ 0.5,\ 1.0$ oder 1.8 läuft. Für |x|=1.0 wird der komplexe Ursprung (0,0) gerade "getroffen", sogar zweimal.

 \bar{x} ausklammern, und das bedeutet, daß man aus P(x)einen Faktor x-causklammern kann:

$$P(x) = (x - c) p(x) \qquad \text{Grad } p = \text{Grad } P - 1 \tag{A.12}$$

Auch das Restpolynom p(x) hat nach Abschnitt A.5.1 wieder eine Nullstelle, und man kann die Argumentation wie bei P(x) wiederholen, bis das Restpolynom ein konstanter Faktor geworden ist. Dann ist aber die Produktdarstellung von P(x) gemäß Gleichung (A.10) erreicht.

B Nullvektoren als unphysikalische Zustände

Der Nullvektor wäre als Zustandsvektor einerseits vollkommen eigenschaftslos, andererseits mit allen Eigenschaften gleichzeitig behaftet. Es wäre also widersprüchlich, den Nullvektor als Zustandsvektor anzusehen.

Zum Beispiel kann er als Summand in jedem Überlagerungszustand beliebig zugefügt oder weggelassen werden ohne irgendetwas zu ändern. Von einem physikalischen Zustand erwartet man aber, daß er Auswirkungen auf die Meßergebnisse hat.

Der Nullvektor ist auch invariant unter jeder linearen Transformation: bei Drehungen, räumlichen Verschiebungen, Lorentztransformationen, sogar bei Kompressionen und Beschleunigungen ändert sich an dem Nullvektor nichts. Er ist damit in keiner Weise präparierbar.

Eine weitere Besonderheit ist aus der linearen Algebra bekannt: man kann den Nullvektor mit jeder beliebigen Zahl multiplizieren, ohne etwas zu verändern, weshalb man ihn als Lösung des Eigenwertproblems ausschließen muß. Physikalisch steckt in den Vorfaktoren einer Überlagerung wesentliche Information. So zeigt sich die Energie im Rotieren eines Vorfaktors in der komplexen Zahlenebene mit einer gewissen Winkelgeschwindigkeit $\omega = E/\hbar$. Dies alles wäre beim Nullvektor völlig beliebig; man könnte ihm jede beliebige Energie "scharf" zuordnen, oder aber auch eine vollkommen unscharfe Energie.

Gerade wegen dieser negativen Eigenschaften kann man aus einem Nullvektor, wenn er als Ergebnis einer theoretischen Operation auftritt, eine Aussage gewinnen, nämlich die, daß es den in Betracht gezogenen Zustand physikalisch nicht gibt.

C Meßreihen und hermitische Operatoren

Der Zustand eines Quantensystems läßt sich durch Messungen bestimmen. Man muß jedoch unterscheiden zwischen dem Zustand vor der Messung, für den man sich ja eigentlich interessiert, und dem Zustand danach. Hat man den Meßwert m erhalten, so weiß man, daß das System von diesem Augenblick an durch einen Zustandsvektor $|m\rangle$ charakterisiert ist.

Wegen Axiom 5 muß bei einem zuverlässigen Meßgerät eine Orthogonalitätsbedingung erfüllt sein,

$$\langle m'|m\rangle = \delta_{mm'}$$

Nun kann man in der Linearen Algebra aus einem System von orthonormalen Basisvektoren $|m\rangle$ und zugehörigen Zahlen m eine hermitische Abbildung M konstruieren. Wir können ja einem beliebigen Zustandsvektor $|\psi\rangle$ den folgenden "Bildvektor" $M|\psi\rangle$ zuordnen:

$$M|\psi\rangle \stackrel{\text{def}}{=} \sum_{m} |m\rangle m\langle m|\psi\rangle$$
 (C.1)

Dabei sind m und $\langle m|\psi\rangle$ Zahlenfaktoren, die wir aus ästhetischen Gründen auf die rechte Seite vom Vektor $|m\rangle$ geschrieben haben. Setzen wir speziell $|\psi\rangle = |m_0\rangle$, so ergibt sich

$$M|m_0\rangle = m_0|m_0\rangle$$

Bei den Zustandsvektoren $|m\rangle$ handelt es sich also um Eigenvektoren der Abbildung M, und die möglichen Meßwerte m sind die zugehörigen Eigenwerte. Wie wir sehen werden, sind einige grundlegende Eigenschaften von Meßreihen an Quantenobjekten mathematisch eng mit linearen Abbildungen M verknüpft.

Wenn man ein Einzelexperiment an einem Quantenzustand sehr oft wiederholt, so ist die Meßreihe vor allem durch Mittelwert \overline{m} und Schwankung Δm charakterisiert. Beide Größen lassen sich durch die hermitische Abbildung M und den normierten Zustandsvektor $|\psi\rangle$ ausdrücken:

$$\overline{m} = \langle \psi | M | \psi \rangle$$
 $(\Delta m)^2 = \langle \psi | M^2 | \psi \rangle - \overline{m}^2$ (C.2)

Unter M^2 ist dabei die zweimalige Anwendung der Abbildung zu verstehen.

Zum Beweis von (C.2) brauchen wir nur in der Definitionsgleichung (C.1) auf beiden Seiten das Skalarprodukt mit $\langle \psi |$ zu bilden und uns an die Wahrscheinlichkeit für das Auftreten des Meßwertes m zu erinnern; sie ist $w_m = |\langle m|\psi\rangle|^2 = \langle \psi|m\rangle\langle m|\psi\rangle$. Also haben wir

$$\langle \psi | M | \psi \rangle = \sum_{m} \langle \psi | m \rangle \ m \ \langle m | \psi \rangle = \sum_{m} w_m \ m$$

Enthält die Reihe insgesamt N Messungen, und tritt der Meßwert m insgesamt n_m mal auf, so ist $w_m = n_m/N$. Also gilt

$$\langle \psi | M | \psi \rangle = \frac{1}{N} \sum_{m} n_m \ m = \overline{m}$$

nach der üblichen Definition des Mittelwertes.

Auch Schwankungen von Meßwerten sind Mittelwerte; meistens²⁸ betrachtet man den *Mittelwert der quadratischen Abweichung* $(m-\overline{m})^2$ des Einzelergebnisses m vom mittleren Meßergebnis \overline{m} . Mittelwerte und Schwankungen werden im Labor durch parallele Auswertung aus denselben Einzel-Meßergebnissen gewonnen. Der Quantenzustand $|m\rangle$ weiß nichts davon, ob er mit dem Zahlenwert m oder $(m-\overline{m})^2$ in die Auswertung eingeht; daher haben die hermitischen Operatoren in beiden Fällen dieselben Eigenvektoren $|m\rangle$ und lediglich verschiedene Eigenwerte. Genauer gilt

$$(\Delta m)^2 = \sum_m w_m (m - \overline{m})^2 = \sum_m \langle \psi | m \rangle (m - \overline{m})^2 \langle m | \psi \rangle$$

Die Eigenwerte sind hier also $(m-\overline{m})^2$ an Stelle von m. Der hermitische Operator dazu ist $(M-\overline{m})^2$, wobei das Quadrat als zweimalige Ausführung des Differenzoperators $M-\overline{m}$ zu verstehen ist, und wobei \overline{m} der Operator ist, der einen Vektor lediglich mit der Zahl \overline{m} multipliziert. Zu dem Ausdruck (C.2) für $(\Delta m)^2$ kommt man, indem man $(M-\overline{m})^2$ ausmultipliziert und die Linearität des Skalarprodukts benutzt.

Der tiefere Sinn der Operator-Konstruktion zeigt sich insbesondere auch, wenn an einem Quantenzustand $|\psi\rangle$ verschiedene Messungen M_1 und M_2 vorgenommen werden. Eine rein algebraische Eigenschaft der Operatoren, der Kommutator

$$[M_1, M_2] \stackrel{\text{def}}{=} M_1 M_2 - M_2 M_1$$

 $^{^{28}}$ In der Experimentalphysik wird manchmal auch der mittlere Absolutbetrag der Abweichung als Schwankungsmaß genommen, also $|m-\overline{m}|;$ dieses ist aber in der Theorie schwieriger zu handhaben.

gibt nämlich den Quantenzuständen eine untere Grenze für das Produkt $\Delta M_1 \Delta M_2$ der Schwankungen vor, also für eine unmittelbar meßbare Größe. Diese allgemeine *Unschärferelation* ist

$$\Delta M_1 \, \Delta M_2 \ge \left. \frac{1}{2} \right| \langle \psi | \left[M_1, M_2 \right] | \psi \rangle \right| \tag{C.3}$$

Es handelt sich dabei um eine physikalische Konsequenz aus der Cauchy-Schwarzschen Ungleichung, die für beliebige Skalarprodukte gilt:

$$|\langle \psi_1, \psi_2 \rangle|^2 \le \langle \psi_1, \psi_1 \rangle \langle \psi_2, \psi_2 \rangle$$

Zum Beweis von (C.3) betrachten wir zunächst den Fall, daß die Mittelwerte $\overline{m_1}$ und $\overline{m_2}$ im Zustand $|\psi\rangle$ null sind. Dann ist das Schwankungsquadrat $(\Delta M_1)^2$ einfach $\langle \psi | M_1^2 | \psi \rangle$, und das läßt sich wegen der Hermitezität von M_1 als $\langle M_1 \psi, M_1 \psi \rangle$ schreiben. Nach der Cauchy-Schwarzschen Ungleichung gilt

$$\sqrt{\langle M_1 \psi, M_1 \psi \rangle} \sqrt{\langle M_2 \psi, M_2 \psi \rangle} \ge |\langle M_1 \psi, M_2 \psi \rangle| \tag{C.4}$$

Nun ist der Betrag |z| einer komplexen Zahl größer als der Betrag des Imaginärteils Im $z=\frac{1}{2i}(z-\overline{z})$. Aus der Differenz $z-\overline{z}$ und aus der Eigenschaft $\langle \psi_1, \psi_2 \rangle = \overline{\langle \psi_1, \psi_2 \rangle}$ von Skalarprodukten ergibt sich in unserer Anwendung ein Kommutatorausdruck:

$$\operatorname{Im} \langle M_1 \psi, M_2 \psi \rangle = \frac{1}{2i} \left\{ \langle M_1 \psi, M_2 \psi \rangle - \langle M_2 \psi, M_1 \psi \rangle \right\}$$
$$= \frac{1}{2i} \left\{ \langle \psi, M_1 M_2 \psi \rangle - \langle \psi, M_2 M_1 \psi \rangle \right\}$$
$$= \frac{1}{2i} \langle \psi, \{ M_1 M_2 - M_2 M_1 \} \psi \rangle$$

Bei der Betragsbildung fällt der Faktor 1/i weg. Wir können nun Ungleichung (C.4) mit $|\langle M_1\psi, M_2\psi\rangle| \geq \frac{1}{2} |\langle \psi, [M_1M_2]\psi\rangle|$ fortsetzen und haben damit die Unschärferelation (C.3) bewiesen.