#### 1. Wellenmechanik

### 1.1. Klassische Physik

### 1.1.1. (Hamiltonsche) Mechanik

- Der <u>Zustand</u> eines Punktteilchens wird durch die Angabe von <u>Ort</u>  $\vec{x}$  und <u>Impuls</u>  $\vec{p}$ , das heißt durch einen Punkt im Phasenraum beschrieben
- Seine Dynamik ist durch die <u>Hamiltonfunktion</u>  $H(\vec{x}, \vec{p})$  und die <u>Hamiltonschen Bewegungsgleich-</u>ungen

$$\dot{x}_i = \frac{\partial H}{\partial p_i} \quad \dot{p}_i = -\frac{\partial H}{\partial x_i}$$

festgelegt.

Zum Beispiel für ein Teilchen der Masse m in einem zeitabhängigen Potential  $V(\vec{x})$  ist die Hamiltonfunktion die Gesamtenergie

$$H(\vec{x}, \vec{p}) = \frac{\vec{p}^2}{2m} + V(\vec{x})$$

und die Bewegungsgleichungen

$$\dot{x}_i = \frac{\dot{p}_i}{m} = v_i \quad \dot{p}_i = -\frac{\partial V}{\partial x_i} = F_i$$

- Lösen der Bewegungsgleichungen unter Anfangsbedingungen  $(\vec{x}_0, \vec{p}_0)$  zum Zeitpunkt  $t_0$  ergibt die <u>Trajektorie</u>  $(\vec{x}(t), \vec{p}(t))$  des Teilchens. Die Trajektorie legt die Zustände des Teilchens zu beliebigen anderen Zeitpunkten fest.
- Die Messung einer physikalischen Messgröße  $M(\vec{x}, \vec{p})$  zum Zeitpunkt t liefert wie erwartet das Ergebnis  $M(\vec{x}(t), \vec{p}(t))$ . Zum Beispiel Energie  $H(\vec{x}, \vec{p})$ , Drehimpuls  $\vec{L} = \vec{x} \times \vec{p}$

Alle diese Punkte müssen in der Quantenmechanik revidiert werden.

#### 1.1.2. Klassische Elektrodynamik

- Elektromagnetische Felder werden durch Angabe des elektrischen Feldes  $\vec{\mathcal{E}}(\vec{x})$  und magnetischen Feldes  $\vec{\mathcal{B}}(\vec{x})$  beschrieben.
- Deren Dynamik ist durch die Maxwellgleichungen festgelegt. In Abwesenheit von Ladung und

Strömen, erfüllen die Felder die Wellengleichung

$$\left(\frac{1}{c^{2}}\frac{\partial^{2}}{\partial^{2}t}-\Delta\right)\mathcal{E}\left(\vec{x},t\right)=0$$

mit der fundamentalen Lösung

$$\mathcal{E}(\vec{x},t) = A e^{i(\vec{k}\vec{x} - \omega t)}$$

wobei  $\mathcal{E}$  eine beliebige Komponente von  $\vec{\mathcal{E}}(\vec{x})$  darstellt und A die Amplitude der Welle bezeichnet. Die physikalische Lösung ist  $\Re\left(\mathcal{E}\left(\vec{x},t\right)\right) = \frac{1}{2}\left(\mathcal{E}\left(\vec{x},t\right) + \mathcal{E}\left(\vec{x},t\right)^*\right)$ .

• Die <u>Dispersionsrelation</u> das heißt der Zusammenhang zwischen <u>Kreisfrequenz</u>  $\omega = 2\pi\nu$  und <u>Wellen-vektor</u>  $\vec{k}$  beziehungsweise <u>Wellenzahl</u>  $k = \left| \vec{k} \right|$ , lautet für elektromagnetische Wellen (im Vakuum)

$$\vec{k}^2 - \frac{\omega^2}{c^2} = 0$$
 beziehungsweise  $k = \left| \vec{k} \right| = \frac{\omega}{c}$ 

• Die Wellengleichung ist linear, also gilt das <u>Superpositionsprinzip</u>: Jede Linearkombination von Lösungen ist wieder eine Lösung. Die Allgemeine Lösung ist eine Superposition

$$\mathcal{E}(\vec{x},t) = \int d^3k A(\vec{k}) e^{i(\vec{k}\vec{x} - \omega t)}$$

wobei  $A\left( \overrightarrow{k}\right)$  die Amplitude für Komponente mit Wellenvektor  $\overrightarrow{k}$  ist.

• Die Energie im elektromagnetischen Feld ist

$$E = \int d^3x \frac{\epsilon_0}{2} \left( \mathcal{E}^2 \left( \vec{x}, t \right) + c^2 \mathcal{B}^2 \left( \vec{x}, t \right) \right)$$
$$= \int d^3x \epsilon_0 \mathcal{E}^2 \left( \vec{x}, t \right)$$

(wegen  $|\mathcal{E}| = c |\mathcal{B}|$ ) und der Energiefluss (Poynting-Vektor)

$$\vec{S} = \mu_0 \vec{\mathcal{E}} \times \vec{\mathcal{B}}$$

beziehungsweise für skalare Felder

$$\left|\vec{S}\right| = c\epsilon_0 \mathcal{E}^2\left(\vec{x}, t\right)$$

Gemessen wird (in der Regel) die Intensität. Das ist der zeitlich über eine Periode  $T=\frac{2\pi}{\omega}=\frac{1}{\nu}$ 

gemittelte Energiefluss

$$I(\vec{x}, t) = c\epsilon_0 \frac{1}{T} \int_{t}^{t+T} dt' \mathcal{E}^2(\vec{x}, t)$$
  
=  $c\epsilon_0 |\mathcal{E}(\vec{x}, t)|^2$ 

• Der Nachweis der Wellennatur des elektromagnetischen Feldes im Youngschen Doppelspaltexperiment (Abb. Inspiriert aus Schwabl, Quantenmechanik)

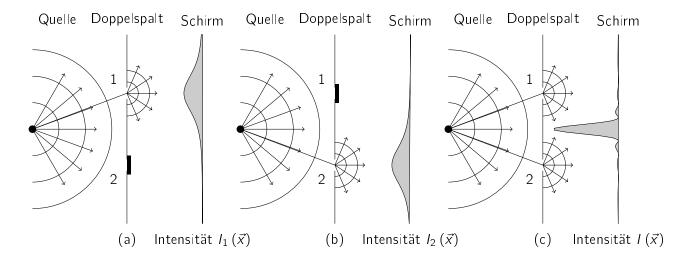


Abbildung 1: Beugung am Doppelspalt (a) mit Spalt 1 geöffnet, (b) mit Spalt 2 geöffnet, (c) beide Spalte geöffnet

$$I \sim |E|^2$$
  
  $\sim |E_1|^2 + |E_2|^2 + 2\Re(E_1 E_2^*)$ 

# 1.1.3. Zusammenfassung

Mechanik	Elektrodynamik
Teilchen	Wellen
Trajektorien $(\vec{x}(t), \vec{p}(t))$	Felder $\vec{\mathcal{E}}(\vec{x},t)$ , $\vec{\mathcal{B}}(\vec{x},t)$
Hamiltonsche (Newtonsche) Bewegungsgleichungen	Maxwellgleichungen

Die Trajektorien  $(\vec{x}(t), \vec{p}(t))$  der Teilchen gehen als Ladungs- und Stromdichten in die inhomogenen Maxwellgleichungen ein; Die Lösungen  $\vec{\mathcal{B}}(\vec{x},t)$ ,  $\vec{\mathcal{B}}(\vec{x},t)$  der Maxwellgleichungen gehen über die Lorentz-kraft in die Bewegungsgleichungen der Teilchen ein.

### 1.2. Empirische Grundlagen der Quantenmechanik

### 1.2.1. Wellen haben Teilchencharakter

Erste Quantenhypothese durch Max Planck (1900) zur Erklärung des Spektrums der <u>Schwarzkör-perstrahlung</u>: die Energie einer Welle der (Kreis-)Frequenz  $\omega=2\pi\nu$  ist ein ganzzahliges Vielfaches eines elementaren Energiequantums

$$E = h\nu = \hbar\omega \quad \hbar = \frac{h}{2\pi}$$

Das <u>Plancksche Wirkungsquantum</u> h hat die Einheit einer Wirkung = Energie × Zeit,  $[h] = \mathbf{Js}$ . Aus Plancks Quantenhypothese ergibt sich das <u>Plancksche Strahlungsgesetz</u>. Es beschreibt das empirisch bekannte Spektrum thermischer Strahlung, wenn

$$h = 6.62 \cdot 10^{-34} \text{Js}$$
  $h = 1.05 \cdot 10^{-34} \text{Js}$ 

gewählt wird

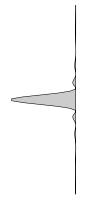
• Albert Einsteins Erklärung für den photoelektrischen Effekt (1905): Licht der Frequenz  $\omega$  besteht aus Teilchen der Energie  $E=\hbar\omega$  und die Lichtteilchen (Photonen) haben einen Impuls

$$\vec{p} = \hbar \vec{k}$$
 ( $\vec{k}$  Wellenvektor)

- Comptoneffekt (1924, Vergrößerung der Wellenlänge des Lichts bei Streuung an Elektronen) kann mit  $E = \hbar \omega$ ,  $\vec{p} = \hbar \vec{k}$  als elastischer Stoß zweier Teilchen erklärt werden.
- Doppelspaltexperiment mit Einzelphotonauflösung (Abb. nach Schwabl, Quantenmechanik)

Quelle Doppelspalt Schirm

Teilchendichte  $\rho(\vec{x})$ 



Schirmintensität  $\rho\left(\vec{x}\right) = \left|\psi\left(\vec{x}\right)\right|^2$ 

## 1.2.2. Teilchen haben Wellencharakter

- Bohrsches Atommodell (1913)
  - 1. Elektronen bewegen sich auf Kreisbahnen. Sie strahlen dabei keine elektromagnetische Energie ab.
  - 2. Erlaubt sind nur Kreisbahnen mit Drehimpuls

$$L = n\hbar$$
  $n = 1, 2, 3$ 

3. Elektromagnetische Energie wird nur bei einem Übergang zwischen zwei Kreisbahnen abgestrahlt.

Konsequenzen aus den Bohrschen Postulaten:

• Mit dem Virialsatz

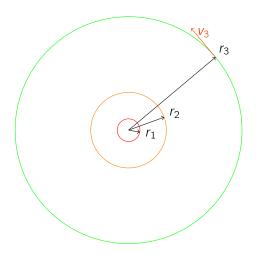
$$E_{\text{kin}} = -\frac{1}{2}E_{\text{pot}} \quad \frac{mv^2}{2} = \frac{1}{2}\frac{e^2}{4\pi\epsilon_0}\frac{1}{r}$$

folgt aus der Forderung  $L=mrv=n\hbar$  die Geschwindigkeit und der Radius für die n-te Kreisbahn

$$v_n = \alpha c \frac{1}{n}$$
  $r_n = a_0 n^2$ 

mit der Feinstrukturkonstanten  $\alpha$  und dem Bohrradius  $a_0$ 

$$\alpha = rac{e^2}{4\pi\epsilon_0}rac{1}{\hbar c} \simeq rac{1}{137} \quad a_0 = rac{\hbar}{lpha mc} \simeq 0.5 \cdot 10^{-10} extbf{m}$$



• Die Energie der *n*-ten Kreisbahn ist

$$E_n = -\frac{1}{2} \frac{m\alpha^2 c^2}{n^2}$$

Bei einem Übergang von der n-ten zur m-ten Kreisbahn wird Strahlung emittiert mit einer Frequenz

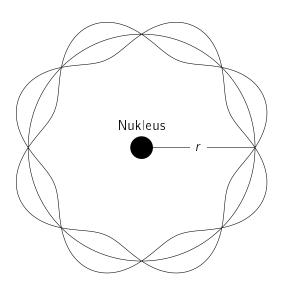
$$\nu = \frac{E_n - E_m}{h} = R\left(\frac{1}{m^2} - \frac{1}{n^2}\right)$$

Wobei  $R = \frac{m\alpha^2c^2}{2h}$  die Rydbergkonstante ist.

• Luis de Broglie (1924): Die Bewegung eines massiven Teilchens mit Impuls p entspricht einer "Materiewelle" mit einer de-Broglie-Wellenlänge

$$\lambda = \frac{h}{p}$$

Damit entsprechen die Bohrschen Kreisbahnen stehenden Wellen der Materiewelle



$$\lambda_n = \frac{h}{mv_n} = 2\pi a_0 n \rightarrow n\lambda_n = 2\pi a_0 n^2 = 2\pi r_n$$

• Direkter Nachweis der Wellennatur geschieht in Interferenzexperimenten:

Davisson und Germer (1927): Elektron an Kristallgittern

Jönssen (1954): Doppelspaltexperiment mit Elektronen

Inerferometrie mit organischen Molekülen

#### 1.3. Die Wellenfunktion

[Es folgt eine provisorische und vereinfachte Darstellung der Postulate der nichtrelativistischen Quantenmechanik. Die exakte und vollständige Darstellung folgt später in Kapitel 2.]

- Die Erfahrung zeigt:
  - Der Zustand eines Teilchens wird durch eine (komplexe) Wellenfunktion

$$\psi(\vec{x},t)$$

beschrieben.

- Seine <u>Dynamik</u> (zeitliche Entwicklung, Evolution) ist durch die <u>Schrödingergleichung</u> festgelegt

$$i\hbar\frac{\partial\psi\left(\vec{x},t\right)}{\partial t}=-\frac{\hbar^{2}}{2m}\,\Delta\psi\left(\vec{x},t\right)+V\left(\vec{x},t\right)\psi\left(\vec{x},t\right)$$

Die Lösung der Schrödingergleichung unter einer Anfangsbedingung  $\psi(\vec{x}, 0)$  ergibt die zeitlich entwickelte Wellenfunktion  $\psi(\vec{x}, t)$ .

Die Wellenfunktion  $\psi(\vec{x},t)$  legt die <u>Statistik</u> der Resultate von Messungen physikalischer Messgrößen  $A(\vec{x},\vec{p})$  zum Zeitpunkt t fest:

Für die Messung der <u>Position</u> des Teilchens gilt (Bornsche Regel): Die Wahrscheinlichkeit, das Teilchen zum Zeitpunkt t in einem Volumen  $d^3x$  vorzufinden,ist

$$P(\vec{x}, \vec{p}) = |\psi(\vec{x}, t)|^2 d^3x$$

Das heißt, die Wahrscheinlichkeitsdichte im Raum ist

$$\rho(\vec{x}, t) = |\psi(\vec{x}, t)|^2 \quad ([\rho(\vec{x}, t)] = \mathbf{m}^{-3})$$

• Die Wahrscheinlichkeit, das Teilchen irgendwo im Raum vorzufinden, muss 1 sein:

$$1 = \int d^{3}x \rho(\vec{x}, t) = \int d^{3}x |\psi(\vec{x}, t)|^{2}$$

Wir fordern daher, dass eine als Wellenfunktion in Frage kommende Funktion  $\psi(\vec{x},t)$ 

- quadratintegrabel und
- auf 1 normiert ist.

Eine Wellenfunktion (für den Bewegungszustand eines Teilchens) ist damit Element des <u>Hilbert-raumes</u>  $L^2$  ( $\mathbb{R}^3$ ) der quadratintegrablen Funktionen,

$$L^{2}\left(\mathbb{R}^{3}\right) = \left\{\psi : \mathbb{R}^{3} \to \mathbb{C} \middle| \int d^{3}x \left|\psi\left(\vec{x}\right)\right|^{2} < \infty\right\}$$

• Die Schrödingergleichung für ein freies Teilchen  $(V(\vec{x},t) \equiv 0)$ 

$$i\frac{\partial}{\partial t}\psi\left(\vec{x},t\right) = -\frac{\hbar^2}{2m}\Delta\psi\left(\vec{x},t\right)$$

wird durch ebene Wellen gelöst

$$\psi(\vec{x},t) = c e^{i(\vec{k}\cdot\vec{x}-\omega t)}$$

mit  $c \in \mathbb{C}$  und der Dispersionsrelation

$$\omega = \frac{\hbar \vec{k}^2}{2m}$$

Mit  $E=\hbar\omega$  und  $\vec{p}=\hbar\vec{k}$  (beziehungsweise  $p=\frac{\hbar 2\pi}{\lambda}=\frac{h}{\lambda}$ ) ist das äquivalent zu  $E=\frac{\vec{p}^2}{2m}$ . Eine ebene Materiewelle mit Wellenvektor  $\vec{k}$  beschreibt die Bewegung eines freien Teilchens mit Energie

$$E = \frac{\left(\hbar\vec{k}\right)^2}{2m}$$

Die Wahrscheinlichkeitsdichte einer ebenen Welle ist

$$\rho\left(\vec{x},t\right) = \left|\psi\left(\vec{x},t\right)\right|^2 = \left|c\right|^2 \equiv \text{konstant}$$

Die Aufenthaltswahrscheinlichkeit ist also gleichmäßig im ganzen Raum. Ebene Wellen sind nicht normierbar (nicht Element von  $L^2(\mathbb{R}^3)$ )! Sie sind keine physikalischen Zustände.

Durch Superposition von ebenen Wellen können normierbare, physikalische Zustände aufgebaut

werden, sogenannte Wellenpakete:

$$\psi(\vec{x},t) = \frac{1}{(2\pi)^{\frac{3}{2}}} \int d^3k c \left(\vec{k}\right) e^{i\left[\vec{k}\cdot\vec{x} - \omega\left(\vec{k}\right)t\right]}$$

löst die Schrödingergleichung, wenn  $\omega\left(\vec{k}\right)=\frac{\hbar\vec{k}^2}{2m}$  für beliebige Amplituden  $c\left(\vec{k}\right)$ .

Normierung erfordert

$$1 = \int d^3x |\psi(\vec{x}, t)|^2 = \int d^3k |c(\vec{k})|^2$$

Das heißt, es muss  $c\left(\vec{k}\right)$  selbst quadratintegrabel und normiert sein.

• Die lösung der Schrödingergleichung für eine vorgegebene Anfangsbedingung  $\psi(\vec{x},0)$  zum Zeitpunkt t=0 erhält man aus der Bedingung

$$\psi(\vec{x},0) = \frac{1}{(2\pi)^{\frac{3}{2}}} \int d^3k \, c\left(\vec{k}\right) \, e^{i\vec{k}\cdot\vec{x}}$$

Also ist  $\psi(\vec{x}, 0)$  die Fouriertransformierte von  $c(\vec{k})$ . Die inverse Transformation ergibt

$$c\left(\vec{k}\right) = \frac{1}{(2\pi)^{\frac{3}{2}}} \int d^3x \psi\left(\vec{x}, 0\right) e^{-i\vec{k}\cdot\vec{x}}$$

Einsetzen der aus der Anfangsbedingung  $\psi\left(\vec{x},0\right)$  bestimmten Amplituden in die Allgemeine Lösung ergibt die Wellenfunktion zu Zeiten t

$$\psi(\vec{x},t) = \frac{1}{(2\pi)^{\frac{3}{2}}} \int d^3k c \left(\vec{k}\right) e^{i\left[\vec{k}\cdot\vec{x} - \omega t\right]}$$

#### 1.4. Die Impulswellenfunktion

• Die Koeffizienten  $c\left(\vec{k}\right)$  sind die Amplituden der ebenen Wellen  $e^{i\vec{k}\cdot\vec{x}}$  (mit festem Impuls  $\vec{p}=\hbar\vec{k}$ ) im Wellenpaket  $\psi\left(\vec{x}\right)$ .

Wir erwarten, dass  $\left|c\left(\vec{k}\right)\right|^2$  die Wahrscheinlichkeit festlegt, bei einer Messung des Impulses  $\vec{p}$  an einem Teilchen im Zustand  $\psi\left(\vec{x}\right)$  den Wert  $\vec{p}=\hbar\vec{k}$  zu finden.

• Allgemein definieren wir die Impulswellenfunktion  $\varphi\left(\vec{p},t\right)$  bei gegebener (Raum)-Wellenfunktion  $\psi\left(\vec{x},t\right)$ 

$$\varphi\left(\vec{p},t\right) = \frac{1}{\left(2\pi\right)^{\frac{3}{2}}} \int d^3x \psi\left(\vec{x},t\right) e^{-i\frac{\vec{p}\cdot\vec{x}}{\hbar}}$$

(Damit gilt  $\varphi(\vec{p}, 0) = \hbar^{-\frac{3}{2}} c\left(\frac{\vec{p}}{\hbar}\right)$ .)

Die Wahrscheinlichkeit, bei einer Messung des Impulses einen Wert  $\vec{p}$  zu finden ist

$$P(\vec{p},t) = |\varphi(\vec{p})|^2 d^3p$$

Die Wahrscheinlichkeitsdichte im Impulsraum ist

$$|\varphi(\vec{p})|^2$$

Es gilt

$$\int d^3 p \, |\varphi \left( \vec{p} \right)|^2 = 1$$

# 1.5. Wellenmechanik in einer Dimension

• Wir betrachten im Folgenden die Bewegung eines Teilchens in <u>einer Dimension</u>. Sein Zustand wird beschrieben durch eine Wellenfunktion  $\varphi(x,t)$  in

$$L^{2}\left(\mathbb{R}\right) = \left\{\varphi : \mathbb{R} \to \mathbb{C} \middle| \int dx |\varphi\left(x\right)|^{2} < \infty\right\}$$

• Ein Teilchen mit Energie  $E = \frac{(\hbar k)^2}{2m}$  wird beschrieben durch eine <u>ebene Welle</u>

$$\varphi(x,t) = e^{i(kx - \omega t)}$$

• Ein Wellenpaket in einer Dimension ist

$$\varphi(x,t) = \frac{1}{\sqrt{2\pi}} \int_{-\infty}^{\infty} dk c(k) e^{i(kx - \omega t)}$$

mit  $\omega = \frac{\hbar k^2}{2m}$  und  $\int\limits_{-\infty}^{\infty} \mathrm{d}k \, |c(k)|^2 = 1$ . Die zugehörige Impulswellenfunktion ist

$$\psi(p,t) = \frac{1}{\sqrt{2\pi\hbar}} \int_{-\infty}^{\infty} dx \varphi(x,t) e^{-i\frac{x}{\hbar}}$$

Insbesondere für t = 0 ist  $\psi(p, 0) = \frac{1}{\hbar}c\left(\frac{p}{\hbar}\right)$ 

• Beispiel: Gaußsches Wellenpaket

$$\varphi(x,0) = \left(\frac{2}{\pi a^2}\right)^{\frac{1}{4}} e^{ik_0x - \frac{x^2}{a^2}}$$

mit  $k_0$ ,  $a \in \mathbb{R}$ . Die Wahrscheinlichkeitsdichte im Ort ist

$$\rho(x,0) = |\varphi(x,0)|^2 = \left(\frac{2}{\pi a^2}\right)^{\frac{1}{2}} e^{-2\frac{x^2}{a^2}}$$

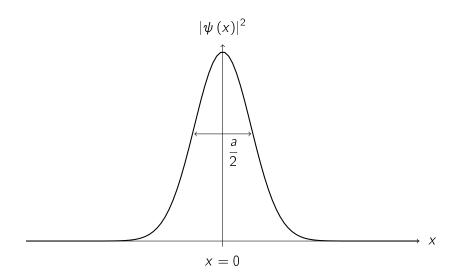
Es gilt:

$$\int dx \rho(x) = 1$$

$$\langle x \rangle = \int dx x \rho(x) = 0$$

$$\langle x^2 \rangle = \int dx x^2 \rho(x) = \frac{a^2}{4}$$

$$\Delta x = \sqrt{\langle x^2 \rangle - \langle x \rangle^2} = \frac{a}{2}$$



• Die Amplituden c(k) sind

$$c(k) = \frac{1}{\sqrt{2\pi}} \int_{-\infty}^{\infty} dx \varphi(x, 0) e^{-ikx}$$
$$= \left(\frac{a^2}{2\pi}\right)^{\frac{1}{4}} e^{-(k-k_0)^2 \frac{a^2}{4}}$$

• Die Impulswellenfunktion zum Zeitpunkt t = 0 ist

$$\psi(p,0) = \left(\frac{a^2}{2\pi\hbar^2}\right)^{\frac{1}{4}} e^{-(p-p_0)^2 \frac{a^2}{4\hbar^2}}$$

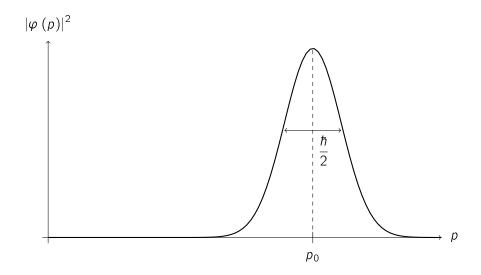
Es gilt:

$$\int d\rho |\psi(p,0)|^2 = 1$$

$$\langle p \rangle = \int d\rho p |\psi(p,0)|^2 = p_0 = \hbar k_0$$

$$\langle p^2 \rangle = \int d\rho p^2 |\psi(p,0)|^2 = p_0^2 + \frac{\hbar^2}{a^2}$$

$$\Delta p = \sqrt{\langle p^2 \rangle - \langle p \rangle^2} = \frac{\hbar}{a}$$



Das heißt, dass die Unschärfen in Ort und Impuls nicht unabhängig sind

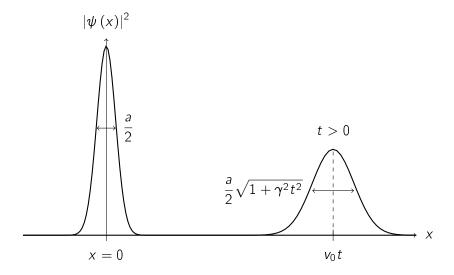
$$\Delta x \Delta p = \frac{\hbar}{2}$$

• Das zeitlich entwickelte Wellenpaket

$$\psi(x,t) = \frac{11}{\sqrt{2\pi}} \int_{-\infty}^{\infty} dk \, c(k) \, e^{i\left(kx - \frac{\hbar k^2}{2m}t\right)} = \left(\frac{2}{\pi a^2}\right)^{\frac{1}{4}} \frac{e^{i(k_0 x - \phi)}}{(1 + \gamma^2 t^2)^{1/4}} \, e^{-\frac{x - v_0 t}{a^2(1 + i\gamma t)}}$$

wobei

$$v_0 = \frac{\hbar k_0}{m} = \frac{p_0}{m}$$
  $\gamma = \frac{2\hbar}{ma^2}$   $\varphi = \theta + \frac{k_0 v_0 t}{2}$   $\tan(2\theta) = \gamma t$ 



Die Wahrscheinlichkeitsdichte ist

$$\rho(x, t) = |\psi(x, t)|^{2}$$

$$= \left(\frac{2}{\pi a^{2}}\right)^{\frac{1}{2}} \frac{1}{(1 + \gamma^{2} t^{2})^{1/2}} e^{-\frac{2(x - x_{0})^{2}}{a^{2}(1 + \gamma^{2} t^{2})}}$$

mit dem Mittelwert

$$\langle x \rangle_t = v_0 t$$
  
$$\Delta x_t = \frac{a}{2} \sqrt{1 + \gamma^2 t^2}$$

• Es gibt keine Änderungen des Impulses beziehungsweise der Statistik von Impulsmessungen für ein freies Teilchen und

$$|\varphi(p, t)|^2 = |\varphi(p, 0)|^2$$

## 1.6. Erhaltung der Wahrscheinlichkeit

• In der Elektrodynamik gilt für die Ladungsdichte  $\rho_q(\vec{x},t)$  und die Stromdichte  $\vec{j}_q(\vec{x},t)$  der Erhaltungssatz ( $\rightarrow$  Kontinuitätsgleichung)

$$\frac{\partial}{\partial t}\rho_{q}\left(\vec{x},t\right)+\nabla\cdot\vec{j}_{q}\left(\vec{x},t\right)=0$$

Die Gesamtladung ist erhalten

$$\begin{split} \frac{\partial}{\partial t} \int_{V} \mathrm{d}^{3}x \rho_{q}\left(\vec{x},t\right) &= -\int_{V} \mathrm{d}^{3}x \, \nabla \cdot \vec{j}_{q}\left(\vec{x},t\right) \\ &= -\int_{\partial V} \mathrm{d}\vec{S} \cdot \vec{j}_{q}\left(\vec{x},t\right) \\ &= 0, \; \mathrm{f} \ddot{\mathrm{u}} \mathrm{r} \; V \to \infty \; \mathrm{wegen} \; \lim_{V \to \infty} \vec{j}_{q}\left(\vec{x},t\right) = 0 \end{split}$$

• In der Quantenmechanik gilt ein entsprechender Erhaltungssatz der Wahrscheinlichkeit. Wir betrachten die Änderung der Wahrscheinlichkeitsdichte

$$\frac{\partial}{\partial t} \rho(\vec{x}, t) = \frac{\partial}{\partial t} |\psi(\vec{x}, t)|^2 = \frac{\partial}{\partial t} \psi^*(\vec{x}, t) \psi(\vec{x}, t)$$
$$= \psi(\vec{x}, t) \dot{\psi}^*(\vec{x}, t) + \psi^*(\vec{x}, t) \dot{\psi}(\vec{x}, t)$$

Die Schrödingergleichung

$$\mathrm{i}\hbar\dot{\psi}=-\frac{\hbar^2}{2m}\,\triangle\psi+V\psi$$

impliziert

$$-\mathrm{i}\hbar\dot{\psi}^* = -\frac{\hbar^2}{2m}\,\Delta\psi^* + V\psi^*$$

Damit ergibt sich

$$\psi^*\dot{\psi} + \psi\dot{\psi}^* = rac{1}{\mathrm{i}\hbar}\left(-rac{\hbar^2}{2m}\psi^*\,\triangle\psi + V\psi^*\psi
ight) - rac{1}{\mathrm{i}\hbar}\left(-rac{\hbar^2}{2m}\psi\,\triangle\psi^* + V\psi^*\psi
ight)$$

Also

$$\frac{\partial}{\partial t}\rho(\vec{x},t) + \frac{\hbar}{2m!}(\psi^* \triangle \psi - \psi \triangle \psi^*) = 0$$

Wir definieren den Wahrscheinlichkeitsstrom

$$\vec{j}(\vec{x},t) = \frac{\hbar}{2m!} (\psi^*(\vec{x},t) \nabla \psi(\vec{x},t) - \psi(\vec{x},t) \nabla \psi^*(\vec{x},t))$$
$$= \frac{1}{m} \Re [\psi^*(\vec{x},t) (-i\hbar \nabla) \psi(\vec{x},t)]$$

so, dass

$$\nabla \cdot \vec{j} = \frac{\hbar}{2m!} \left( \nabla \psi^* \cdot \nabla \psi + \psi^* \triangle \psi - \nabla \psi \cdot \nabla \psi^* - \psi \triangle \psi^* \right)$$

Damit gilt der Erhaltungssatz der Wahrscheinlichkeit

$$\frac{\partial}{\partial t}\rho\left(\vec{x},t\right) + \nabla \cdot \vec{j} = 0$$

Die Gesamtwahrscheinlichkeit  $\int d^3x \rho(\vec{x},t)=1$  ist erhalten (Beweis wie in der Elektrodynamik;  $\lim_{x\to\infty} \vec{j}(\vec{x},t)=0$  weil  $\lim_{x\to\infty} \psi(\vec{x},t)=0$ )

ullet Beispiel: Der Wahrscheinlichkeitsstrom für eine ebene Welle  $\psi\left(ec{x},t
ight)=\mathrm{e}^{\mathrm{i}\left(ec{k}ec{x}-\omega t
ight)}$  ist

$$\vec{j}(\vec{x},t) = \frac{\hbar}{2m!} \left( \psi^* \left( |\vec{k} \right) \psi - \psi \left( - |\vec{k} \right) \psi^* \right)$$

$$= \frac{2! \hbar \vec{k}}{2m!} \psi^* \psi$$

$$= \frac{\hbar \vec{k}}{m} = \frac{\vec{p}}{m} = \vec{v}$$

• Beispiel: Superpostition zweier ebener Wellen in 1D

$$\psi(x, t) = A e^{i(kx - \omega t)} + B e^{i(-kx - \omega t)}$$

der Strom ist

$$\vec{j} = \frac{\hbar \vec{k}}{m} \left( |A|^2 - |B|^2 \right) \vec{e}_X$$

# 1.7. Zeitunabhängige Schrödingergleichung

• Falls das Potential  $V(\vec{x})$  nicht explizit von der Zeit abhängt, so ist die Schrödingergleichung

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

 $H(\vec{x})$  wird als Hamiltonoperator des Systems bezeichnet.

Separation der Variablen: Wir suchen Lösungen der Art

$$\Psi\left(\vec{x},t\right) = \chi\left(t\right)\psi\left(\vec{x}\right)$$

Damit folgt:

$$i\hbar\chi\left(t\right)\psi\left(\vec{x}\right)=\chi\left(t\right)H\left(\vec{x}\right)\psi\left(\vec{x}\right) \quad \rightarrow \quad i\frac{\chi\left(t\right)}{\chi\left(t\right)}=\frac{H\left(\vec{x}\right)\psi\left(\vec{x}\right)}{\psi\left(\vec{x}\right)}\equiv E$$

mit einer Separationskonstanten E (der Dimension Energie). Also fordern wir

$$i\hbar \frac{\dot{\chi}(t)}{\chi(t)} = E \tag{1}$$

$$\frac{H\psi\left(\vec{x}\right)}{\psi\left(\vec{x}\right)} = E \tag{2}$$

(1) äquivalent zu

$$\chi(t) = -i\frac{E}{\hbar}\chi(t) \quad \rightarrow \quad \chi(t) = e^{-i\frac{Et}{\hbar}}\chi(0) = e^{-i\frac{Et}{\hbar}}$$

• (2) ergibt die zeitunabhängige Schrödingergleichung

$$H(\vec{x}) \psi(\vec{x}) = E \psi(\vec{x})$$
$$\left(-\frac{\hbar^2}{2m} \Delta + V(\vec{x})\right) \psi(\vec{x}) = E \psi(\vec{x})$$

Dies ist eine Eigenwertgleichung:

- $\psi(\vec{x})$  ist eine <u>Eigenfunktion</u> (<u>Energieeigenzustand</u> oder <u>stationärer Zustand</u>) des Hamiltonoperators H.
- E ist der zur Eigenfunktion  $\psi(\vec{x})$  gehörende Eigenwert (Energieeigenwert).

Für eine gegebene Eigenfunktion  $\psi\left(\vec{x}\right)$  mit Eigenwert E ist die Lösung der zeitabhängigen Schrödingergleichung

$$\Psi\left(\vec{x},t\right) = \psi\left(\vec{x}\right) e^{i\frac{Et}{\hbar}}$$

• Im Allgemeinen besitzt ein Hamiltonoperator mehrere (unendlich viele) Eigenfunktionen und Eigenwerte

$$H\psi_{n,\alpha}(\vec{x}) = E_n\psi_{n,\alpha}(\vec{x})$$

n legt die Eigenwerte  $E_n$  fest  $(n, \alpha)$  legen die Eigenzustände  $\psi_{n,\alpha}$  fest.  $\alpha$  ist ein Entartungsindex, der verschidene Eigenzustände zum selben Eigenwert unterscheidet. Die Indizes  $(n, \alpha)$  können diskret und / oder kontinuierlich verteilt sein. Die Menge der Energieeigenwerte  $\{E_n\}$  ist das <u>Spektrum</u> des Hamiltonoperators. Das Spektrum kann entsprechend diskret und / oder kontinuierlich sein. [Wir werden alle diese Fälle in Beispielen kennenlernen.]

• Die zeitunabhängige Lösung für jede Eigenfunktion ist

$$\Psi\left(\vec{x},t\right) = e^{-i\frac{E_{n}t}{\hbar}}\psi_{n,\alpha}\left(\vec{x}\right)$$

Die allgemeine Lösung der Schrödingergleichung ist eine Superposition der einzelnen Lösungen

$$\Psi\left(\vec{x},t\right) = \sum_{n,\alpha} c_{n,\alpha} \Psi_{n,\alpha}\left(\vec{x},t\right) = \sum_{n,\alpha} c_{n,\alpha} e^{-i\frac{E_n t}{\hbar}} \psi_{n,\alpha}$$

Die  $c_{n,\alpha}$  sind die Amplituden für die Eigenzustände  $\psi_{n,\alpha}$  und ergeben sich aus der Anfangsbedingung  $\Psi(\vec{x},0)$  [siehe später].

• Beispiel: Freies Teilchen: Es gilt also  $V(\vec{x}) \equiv 0$  also ist der Hamiltonoperator  $H(\vec{x}) = -\frac{\hbar^2}{2m} \Delta$  und die zuitunabhängige Schrödingergleichung  $H\psi = E\psi$  lautet

$$-\frac{\hbar^2}{2m}\,\triangle\psi\left(\vec{x}\right) = E\psi\left(\vec{x}\right)$$

Eigenzustände des Hamiltonoperators sind ebene Wellen

$$\psi_{\vec{k}}(\vec{x}) = e^{i\vec{k}\cdot\vec{x}}$$

mit zugehörigem Eigenwert

$$E_{\vec{k}} = \frac{\hbar^2 \vec{k}^2}{2m}$$

Der Wellenvektor  $\vec{k} \in \mathbb{R}$  legt die Eigenzustände und -werte fest.

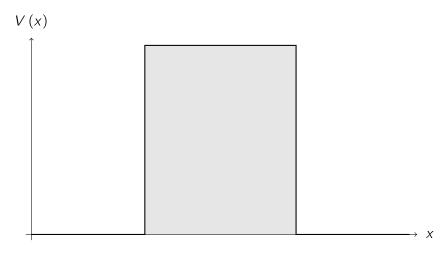
Die allgemeine Lösung lautet

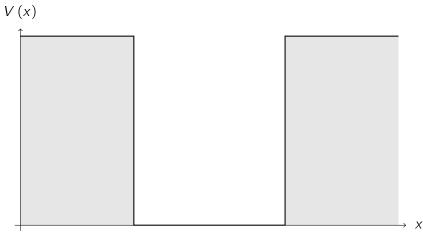
$$\Psi(\vec{x},t) = \int d^3k \, c\left(\vec{k}\right) \, e^{i\left(\vec{k}\cdot\vec{x}-\omega t\right)} \quad \text{mit } \omega = \frac{E_{\vec{k}}}{\hbar}$$

Ist also ein Wellenpaket. Die Amplituden  $c\left(\vec{k}\right)$  ergeben sich aus der Anfangsbedingung  $\Psi\left(\vec{x},0\right)$ .

### 1.8. Wellenmechanik in einer Dimension mit Potential

• Die Schrödingergleichung soll für stückweise konstantes, zeitunabhägiges Potential  $V(\vec{x})$  gelöst werden, also zum Beispiel.





Die zeitunabhängige Schrödingergleichung ist

$$\left(-\frac{\hbar^{2}}{2m}\frac{\partial^{2}}{\partial^{2}x}+V\left(x\right)\right)\psi\left(x\right)=E\psi\left(x\right)$$

