#### 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 Bewegungsgleichungen</u>

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

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

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

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 <u>Amplitude</u> 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>Wellenvektor</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  $A\left(\vec{k}\right)$  die Amplitude für Komponente mit Wellenvektor  $\vec{k}$  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)

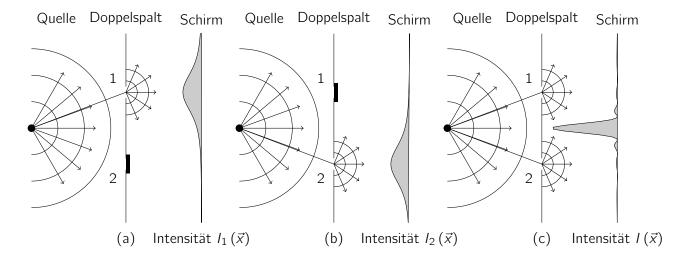


Abbildung 1: Beugung am Doppelspalt (a) mit Spalt 1 geöffnet, (b) mit Spalt 2 geöffnet, (c) beide Spalte geöffnet

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

# 1.1.3. Zusammenfassung

Mechanik	Elektrodynamik
Teilchen	Wellen
Trajektorien $(ec{x}(t)$ , $ec{p}(t))$	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-</u> <u>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  $\times$  Zeit,  $[h] = \mathbf{Js}$ . Aus Plancks Quantenhypothese ergibt sich das <u>Plancksche Strahlungsgesetz</u>. Es beschreibt das empirisch bekannte Spektrum thermischer Strahlung, wenn

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

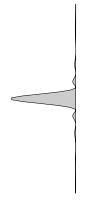
gewählt wird.

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

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

- 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  $\rho(\vec{x}) = |\psi(\vec{x})|^2$ 

#### 1.2.2. Teilchen haben Wellencharakter

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

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

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

Konsequenzen aus den Bohrschen Postulaten:

Mit dem Virialsatz

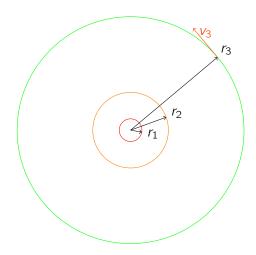
$$E_{\text{kin}} = -\frac{1}{2}E_{\text{pot}} \quad \frac{mv^2}{2} = \frac{1}{2}\frac{e^2}{4\pi\epsilon_0}\frac{1}{r}$$

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

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

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

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



• 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

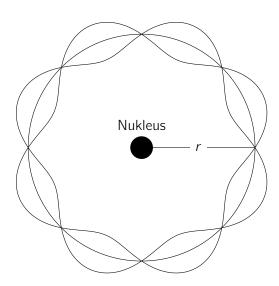
$$\nu = \frac{E_n - E_m}{h} = R\left(\frac{1}{m^2} - \frac{1}{n^2}\right)$$

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 Dynamik (zeitliche Entwicklung, Evolution) ist durch die Schrödingergleichung festgelegt

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

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  $(V(\vec{x},t)\equiv 0)$ 

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

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:

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

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

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

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

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

#### 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  $\varphi(\vec{p},t)$  bei gegebener (Raum)-Wellenfunktion  $\psi(\vec{x},t)$ 

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

(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

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

Es gilt

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

# 1.5. Wellenmechanik in einer Dimension

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

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

• 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

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

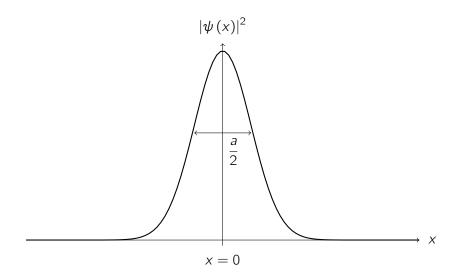
Es gilt:

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

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

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

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



• 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

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

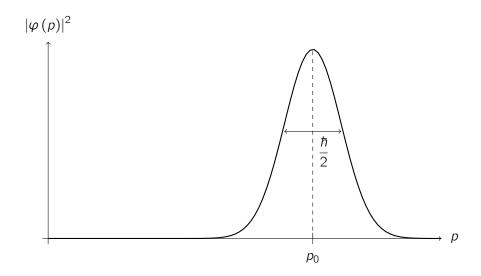
Es gilt:

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

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

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

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



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

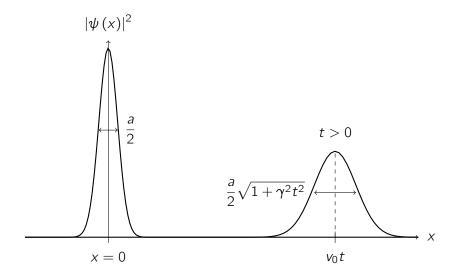
$$\Delta x \Delta p = \frac{\hbar}{2}$$

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

$$\begin{split} \frac{\partial}{\partial t} \int_{V} \mathrm{d}^{3}x \rho_{q}\left(\vec{x}, t\right) &= -\int_{V} \mathrm{d}^{3}x \bigtriangledown \cdot \vec{J}_{q}\left(\vec{x}, t\right) \\ &= -\int_{\partial V} \mathrm{d}\vec{S} \cdot \vec{J}_{q}\left(\vec{x}, t\right) \\ &= 0, \text{ für } V \to \infty \text{ wegen } \lim_{x \to \infty} \vec{J}_{q}\left(\vec{x}, t\right) = 0 \end{split}$$

In der Quantenmechanik gilt ein entsprechender <u>Erhaltungssatz der Wahrscheinlichkeit</u>. 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

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

impliziert

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

Damit ergibt sich

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

Also

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

Wir definieren den Wahrscheinlichkeitsstrom

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

so, dass

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

Damit gilt der Erhaltungssatz der Wahrscheinlichkeit

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

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

$$\vec{j}(\vec{x},t) = \frac{\hbar}{2mi} \left( \psi^* \left( i\vec{k} \right) \psi - \psi \left( -i\vec{k} \right) \psi^* \right)$$
$$= \frac{2i\hbar\vec{k}}{2mi} \psi^* \psi$$
$$= \frac{\hbar\vec{k}}{m} = \frac{\vec{p}}{m} = \vec{v}$$

• Beispiel: Superpostition zweier ebener Wellen in 1D

$$\psi(x,t) = Ae^{i(kx-\omega t)} + Be^{i(-kx-\omega t)}$$

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

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

 $H(\vec{x})$  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:

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

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

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

• (2) ergibt die zeitunabhängige Schrödingergleichung

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

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  $\psi(\vec{x})$  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  $H(\vec{x}) = -\frac{\hbar^2}{2m} \triangle$  und die zuitunabhängige Schrödingergleichung  $H\psi = E\psi$  lautet

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

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.

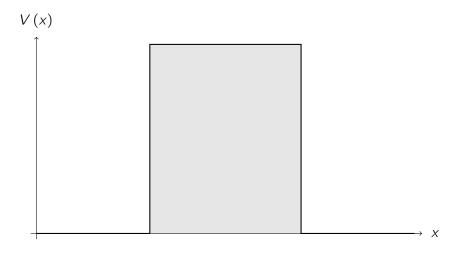
Die allgemeine Lösung lautet

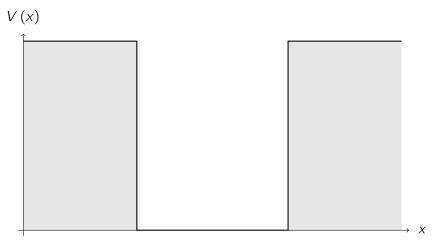
$$\Psi(\vec{x},t) = \int d^3k c \left(\vec{k}\right) e^{i(\vec{k}\cdot\vec{x}-\omega t)} \quad \text{mit } \omega = \frac{E_{\vec{k}}}{\hbar}$$

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.

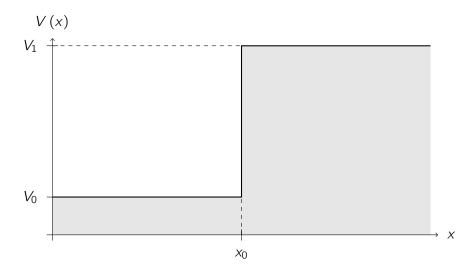




Die zeitunabhängige Schrödingergleichung ist

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

Wie verhält sich  $\psi\left(\vec{x}\right)$  an den Sprungstellen von  $V\left(x\right)$ ? Sei  $x_{0}$  eine der Sprungstellen



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

Integrieren im Intervall  $[x_0 - \epsilon, x_0 + \epsilon]$  ergibt

$$\begin{split} \int\limits_{x_{0}-\epsilon}^{x_{0}+\epsilon} \mathrm{d}x \frac{\partial^{2}}{\partial x^{2}} \psi\left(x\right) &= \frac{2m}{\hbar^{2}} \int\limits_{x_{0}-\epsilon}^{x_{0}+\epsilon} \mathrm{d}x \left(V\left(x\right)-E\right) \psi\left(x\right) \\ \frac{\partial}{\partial x} \psi\left(x_{0}+\epsilon\right) &- \frac{\partial}{\partial x} \psi\left(x_{0}-\epsilon\right) &= \frac{2m}{\hbar^{2}} \left[ \int\limits_{x_{0}-\epsilon}^{x_{0}} \mathrm{d}x \left(V_{0}-E\right) \psi\left(x\right) + \int\limits_{x_{0}}^{x_{0}+\epsilon} \mathrm{d}x \left(V_{1}-E\right) \psi\left(x\right) \right] \\ &= \frac{2m}{\hbar^{2}} \left[ \left(V_{0}-E\right) \int\limits_{x_{0}-\epsilon}^{x_{0}} \mathrm{d}x \psi\left(x\right) + \left(V_{1}-E\right) \int\limits_{x_{0}}^{x_{0}+\epsilon} \mathrm{d}x \psi\left(x\right) \right] \end{split}$$

Im Limes  $\epsilon \to 0$  ist:

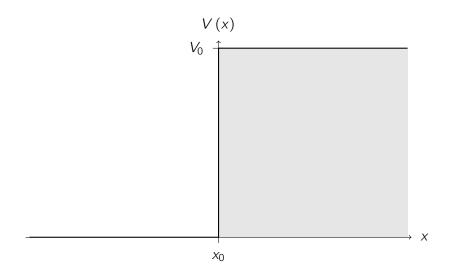
$$\frac{\partial}{\partial x}\psi\left(x_{0}+\epsilon\right)-\frac{\partial}{\partial x}\psi\left(x_{0}-\epsilon\right)\to0$$

Die Ableitung des Wellenfunktion an der Sprungstelle des Potentials ist <u>stetig</u>. Damit ist auch die Wellenfunktion selbst an der Sprungstelle stetig. An Sprungstellen  $x_0$  von V(x) gilt:

$$\lim_{\epsilon \to 0} \psi(x_0 + \epsilon) = \lim_{\epsilon \to 0} \psi(x_0 - \epsilon)$$
$$\lim_{\epsilon \to 0} \frac{\partial}{\partial x} \psi(x_0 + \epsilon) = \lim_{\epsilon \to 0} \frac{\partial}{\partial x} (x_0 - \epsilon)$$

#### 1.8.1. Potentialstufe

• Gegeben sei ein Potential der Form



$$V(x) = \begin{cases} 0 : x \le 0 \\ V_0 : x > 0 \end{cases}$$

Wir suchen die Eigenfunktionen und Eigenwerte der zeitunabhängigen Schrödingergleichung

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

das heißt in den Bereichen (3) und (4) gilt:

$$\frac{\partial^2}{\partial x^2}\psi(x) = -\frac{2m}{\hbar^2}E\psi(x) ?? \tag{3}$$

$$\frac{\partial^2}{\partial x^2}\psi(x) = -\frac{2m}{\hbar^2} (E - V_0) \psi(x) ?? \tag{4}$$

• 1. Fall: Das Teilchen habe eine Energie oberhalb der Potentialstufe,  $E > V_0$ .

$$k = \sqrt{\frac{2mE}{\hbar^2}}$$
  $q := \sqrt{\frac{2m(E - V - 0)}{\hbar^2}} < k$ 

Die Lösungen in (I) und (II) sind dann

$$\psi(x) = A e^{ikx} + B e^{-ikx} \tag{I}$$

$$\psi(x) = C e^{iqx} + D e^{-iqx} \tag{II}$$

mit beliebigen Amplituden A, B, C, D

• Die Anschlussbedingungen an den Sprungstellen sind

$$A+B=C+D$$

$$ik(A - B) = iq(C - D)$$

Die Amplituden B, C der auslaufenden Wellen sollen in Abhängigkeit von den Amplituden der ein-

laufenden Wellen A, D bestimmt werden:

$$B - C = -A + D$$

$$kB + qC = kA + qD$$

$$\begin{pmatrix} 1 & -1 \\ k & q \end{pmatrix} \begin{pmatrix} B \\ C \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} -1 & 1 \\ k & q \end{pmatrix} \begin{pmatrix} A \\ D \end{pmatrix}$$

$$\begin{pmatrix} B \\ C \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} 1 & -1 \\ k & q \end{pmatrix}^{-1} \begin{pmatrix} -1 & 1 \\ k & q \end{pmatrix} \begin{pmatrix} A \\ D \end{pmatrix}$$

$$= \frac{1}{k+q} \begin{pmatrix} q & 1 \\ -k & 1 \end{pmatrix} \begin{pmatrix} -1 & 1 \\ k & q \end{pmatrix} \begin{pmatrix} A \\ D \end{pmatrix}$$

• Wir betrachten den Fall eines von links einlaufenden Teilchen, das heißt  $A \neq 0$  und D = 0 (sodass  $j_A \neq 0$  und  $j_D = 0$ ). Damit ist

$$B = \frac{k - q}{k + q} A \quad C = \frac{2k}{k + q} A$$

Damit sind die Ströme

$$j_A = \frac{\hbar k}{m} |A|^2$$

$$j_B = -\frac{\hbar k}{m} \left(\frac{k-q}{k+q}\right)^2 |A|^2 = -\left(\frac{k-q}{k+q}\right)^2 j_A$$

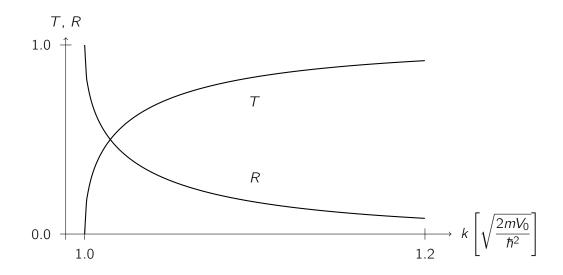
$$j_C = \frac{\hbar q}{m} \left(\frac{2k}{k+q}\right)^2 |A|^2 = \frac{4kq}{(k+q)^2} j_A$$

• Die Reflexions- und Transmissionskoeffizienten für ein von links mit einem Impuls  $p=\hbar k$  (beziehungsweise mit einer kinetischen Energie  $E=\frac{\hbar^2 k^2}{2m}>V_0$ ) einfallenden Teilchens sind

$$R = \left| \frac{j_B}{j_A} \right| = \left( \frac{k - q}{k + q} \right)^2 \qquad q = \sqrt{k^2 - \frac{2mV_0}{\hbar^2}}$$

$$T = \left| \frac{j_C}{j_A} \right| = \frac{4kq}{(k+q)^2}$$

(Annahme: 
$$k > \frac{2mV_0}{\hbar}$$
)  
Es gilt  $R + T = 1$ 



Für Energien  $E > V_0$  gibt es eine endliche Wahrscheinlichkeit, reflektiert zu werden!

Das Eigenwertproblem

$$H\psi_k(x) = E_k \psi_k(x)$$
  $E_k = \frac{\hbar^2 k^2}{2m}$ 

ist (für Wellen mit  $E > V_0$  und D = 0, A = 1) gelöst mit

$$\psi_k = \begin{cases} e^{ikx} + \frac{k-q}{k+q} e^{-ikx} & : \quad x < 0 \\ \frac{2k}{k+q} e^{iqx} & : \quad x \ge 0 \end{cases}$$

Durch Superposition dieser Wellen können von links einlaufende Wellenpakete konstruiert werden

$$\Psi\left(x,t\right)=\frac{1}{\sqrt{2\pi}}\int\,\mathrm{d}kg\left(k\right)\,\mathrm{e}^{-\,\mathrm{i}w_{k}t}\psi_{k}\left(x\right)$$

• 2. Fall: Das Teilchen habe eine Energie unterhalb der Potentialstufe,  $E < V_0$ .

Die Schrödingergleichung ist nun

$$\frac{\partial^{2}}{\partial x^{2}}\psi(x) = -\frac{2m}{\hbar^{2}}\psi(x)$$
$$\frac{\partial^{2}}{\partial x^{2}}\psi(x) = \frac{2m}{\hbar^{2}}(V_{0} - E)\psi(x)$$

Mit

$$k = \sqrt{\frac{2mE}{\hbar^2}} \quad \mu := \sqrt{\frac{2m(V_0 - E)}{\hbar^2}}$$

lauten die Lösungen in (I) und (II)

$$\psi(x) = A e^{ikx} + B e^{-ikx}$$

$$\psi(x) = C e^{-\mu x} + D e^{\mu x}$$

Die Lösungen in (I) sind wieder ebene Wellen. In (II) ergeben sich Exponentialfunktionen.

• Die Komponente  $e^{+\mu x}$  divergiert für  $x \to \infty$ . Die Wellenfunktion muss normierbar sein. Also fordern wir  $D \equiv 0$ . Die Anschlussbedingungen bei x = 0 liefern dann für den Fall eines von links einlaufenden Teilchens

$$B = \frac{k - i\mu}{k + i\mu} A \quad C = \frac{2k}{k + i\mu} A$$

Die Energieeigenfunktion zum Energieeigenwert  $E_k=\frac{\hbar^2 \vec{k}^2}{2m}$  lauten damit (A=1)

$$\psi_{k}(x) = \begin{cases} e^{ikx} + \frac{k - i\mu}{k + i\mu} e^{-ikx} : x \leq 0 \\ \frac{2k}{k + i\mu} e^{-\mu x} : x > 0 \end{cases}$$

• Die Wahrscheinlichkeitsdichte in x > 0 ist

$$|\psi_k(x)|^2 = \frac{4k^2}{k^2 + \mu^2} e^{-2\mu x} = \frac{4E}{V_0} e^{-2\mu x}$$

Die Eindringtiefe ist

$$\frac{1}{\mu} = \frac{\hbar}{\sqrt{2m(V_0 - E)}}$$

Die Eindringtiefe ist klein für große Massen und hohe Potentiale  $V_0 \gg E$ .

• Insbesondere für eine unendlich hohe Potentialstufe  $V_0 o \infty$  gilt

$$\psi_k(x) \propto \begin{cases} \sin kx : x < 0 \\ 0 : x \ge 0 \end{cases}$$

Das heißt, die Randbedingung für eine unendlich hohe Potentialstufe bei  $x_0$  ist

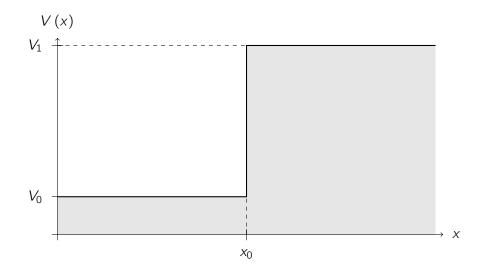
$$\psi(x_0)=0$$

Die Ableitung der Wellenfunktion ist in  $x_0$  unstetig!

# 1.8.2. Potentialschwelle

• Wir betrachten ein Potential der Form

$$V(x) = \begin{cases} 0 : x \le 0 \\ V_0 : 0 \le x \le I \\ 0 : I \le x \end{cases}$$



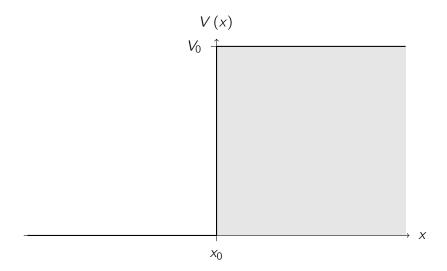
• 1. Fall: Das Teilchen habe eine Energie oberhalb der Potentialschwelle,  $E > V_0$ . Die Lösung der Schrödingergleichung in den 3 Bereichen ist

$$\psi(x) = A e^{ikx} + B e^{-ikx}$$
$$\psi(x) = C e^{iqx} + D e^{-iqx}$$

$$\psi(x) = F e^{ikx} + G e^{-ikx}$$

wobei

$$k = \sqrt{\frac{2mE}{\hbar^2}}$$
  $q := \sqrt{\frac{2m(E - V_0)}{\hbar^2}} < k$ 



• Die Anschlussbedingungen erfordern Stetigkeit von  $\psi(x)$  und  $\psi'(x)$  bei x=0 und x=1

$$A + B = C + D$$

$$k(A - B) = q(C - D)$$

$$C e^{iql} + D e^{-iql} = F e^{ikl} + G e^{-ikl}$$

$$q(C e^{iql} - C e^{-iql}) = k(F e^{ikl} - G e^{-ikl})$$

Die auslaufenden Wellen B, F sollen für gegebene einlaufende Wellen A, G berechnet werden. Wir können uns auf ein von links einlaufendes Teilchen spezialisieren, G=0.

Die Lösung (mit Matrixmethode, wie vorher) ist:

$$F = \left[\cos qI - i\frac{k^2 + q^2}{2kq}\sin qI\right]^{-1} e^{-ikI}A$$

$$B = i\frac{q^2 - k^2}{2kq}\sin qI e^{ikI}F$$

• Der transmittierte/reflektierte Strom ist

$$j_F = \frac{\hbar k}{m} |F|^2$$
  $j_B = \frac{\hbar k}{m} |B|^2$ 

und der Reflexions- und Transmissionskoeffizient

$$R = \frac{j_B}{j_A} = \frac{\left(k^2 - q^2\right)^2 \sin^2 ql}{4k^2 q^2 + \left(k^2 - q^2\right)^2 \sin^2 ql}$$

$$T = \frac{j_F}{j_A} = \frac{4k^2 q^2}{4k^2 q^2 + \left(k^2 - q^2\right)^2 \sin^2 ql}$$

#### Diskussion:

- Es gilt R + T = 1.
- Transmissionskoeffizient gegen Breite I der Schwelle (für feste Energie  $E = \frac{\hbar^2 k^2}{2m}$  des Teilchens und Potentialhöhe  $V_0$ )
- Die Transmission besitzt sogenannte Streuresonanzen bei

$$\sin ql$$
 also  $ql = n\pi$   $n \in \mathbb{N}$ 

also für eine Wellenzahl  $q=\frac{n\pi}{l}$ . Im Bereich der Barrieren entstehen dann stehende Wellen.

• 2.Fall: Wir betrachten ein Teilchen mit Energie unterhalb der Potentialschwelle,  $E < V_0$ . Die Lösung in (II) ist nun (wie vorher)

$$\psi(x) = C e^{-\mu x} + D e^{+\mu x}$$

Die Lösung ist die gleiche wie für  $E > V_0$  mit  $q \to i\mu$ ,  $\mu = \sqrt{(V_0 - E) \frac{2m}{\hbar^2}}$ . Der Reflexions- und Transmissionskoeffizient ist

$$R = \frac{\left(k^2 + \mu^2\right)^2 \sinh^2 \mu I}{4k^2\mu^2 + \left(k^2 + \mu^2\right)^2 \sinh^2 \mu I}$$

$$T = \frac{4k^2\mu^2}{4k^2\mu^2 + \left(k^2 + \mu^2\right)^2 \sinh^2 \mu I}$$

#### Diskussion:

- $T \neq 0$  sogar für  $E < V_0$ : Tunneleffekt
- Für kleine Energien E und lange Barrieren I, so dass

$$\mu I = \sqrt{\frac{2m(V_0 - E)}{\hbar^2}} I \gg 1$$

gilt

$$T \approx \frac{16 (E - V_0)^2}{V_0} e^{-2\mu I}$$

Die Eindringtiefe ist wieder

$$\frac{1}{\mu} = \frac{\hbar}{\sqrt{2m(V_0 - E)}}$$

Beispiel 1: Für ein Elektron mit Energie  $E=1 \, {\rm eV}$ ,  $V_0=2 \, {\rm eV}$  ist die Eindringtiefe  $\mu^{-1}\approx 2 \cdot 10^{-10} {\rm m}=2 \, {\rm \AA}$ . Bei einer Barriere mit  $I=1 \, {\rm \AA}$  ist die Transmissionswahrscheinlichkeit T=0.78.

- <u>Beispiel 2:</u> Für ein Proton  $(m_p = 1840m_e)$  mit E = 1 eV und  $V_0 = 2 \text{eV}$  ist  $\mu^{-1} = 5 \cdot 10^{-12} \text{m}$  und für I = 1 Å ist  $T = 4 \cdot 10^{-19}$ 

# 1.8.3. Der Potentialtopf

• Wir betrachten ein Potential der Form

$$V(x) = \begin{cases} -V_0 & : & |x| \le I \\ 0 & : & |x| > I \end{cases}$$

Die zeitunabhängige Schrödingergleichung

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

Die Zustände mit E>0 entsprechenim wesentlichen denen der Potentialschwelle für  $(E>V_0)$ . Welche Zustände mit E<0 gibt es im Potentialtopf?

• Für  $-V_0 < E < 0$  sind die Lösungen in den 3 Bereichen

$$\psi(x) = A e^{\mu x}$$

$$\psi(x) = B \cos kx + C \sin kx$$

$$\psi(x) = D e^{-\mu x}$$

mit: