

### 3. Stationäre Probleme

$$\text{Schrödinger-Gleichung} \quad i\hbar \partial_t \psi(\vec{r}, t) = \underline{H} \psi(\vec{r}, t)$$

$\underline{H} = \underline{H}(\vec{r}, \vec{p})$  und enthält keine weitere  
zeitabhängigen Felder oder Potentiale

man hat ein stationäres Problem vorliegen  
(kein „dynamisches“)

#### 3.1. Separationsansatz

$$\text{Ansatz: } \psi(\vec{r}, t) = \underbrace{f(t)} \varphi(\vec{r})$$

Zeit und Ort voneinander separiert

$$\underline{i\hbar (\partial_t f(t)) \varphi(\vec{r})} = \underline{H f \cdot \varphi} = \underline{f(t) H \varphi(\vec{r})}$$

$$\underbrace{i\hbar \frac{\partial_t f(t)}{f(t)}}_{\text{nur von}} - \underbrace{\frac{H \varphi(\vec{r})}{\varphi(\vec{r})}}_{\text{nur von Ort}} = \text{konstant} = \begin{matrix} E \\ \uparrow \\ \text{Zahl} \end{matrix}$$

zeitabhängig

abhängig

↓ 2 Probleme:

$$(i) \frac{i\hbar \partial_t \psi}{\psi} = E \rightarrow i\hbar \partial_t \psi = \psi E$$

$$\rightarrow \boxed{\psi(t) = \psi_0 e^{-i \frac{E t}{\hbar}}} \quad \text{Zeitabhängigkeit}$$

$$(ii) \frac{\hat{H} \varphi(r)}{\varphi(r)} = E \rightarrow \boxed{\hat{H} \varphi(r) = E \varphi(r)}$$

partielle Dgl. f. Ortsanteil

Eigenwertproblem des  $\hat{H}$  Operators

Gesamtlösung:

$$\Psi(r, t) = \psi_0 \varphi(r) e^{-i \frac{E t}{\hbar}}$$

$E$ : Eigenwert zu  $\hat{H}$

$\varphi$ : Eigenfunktion zu  $\hat{H}$

- was zunächst Lösung der Schrödinger-Gleichung
- nennt man stationären Zustand, weil:  $|\Psi(r, t)|^2 = |\varphi(r)|^2$
- ergibt Zustände bei denen sich die Aufenthaltswahrscheinlichkeit über die Zeit nicht ändert
- Interpretation von  $E$ :

Wissen:  $\underline{H} \varphi = E \varphi$

ansatz:  $\underline{H} \psi = i \dot{\psi} = E \underbrace{\varphi(\vec{r}) e^{-i \frac{E t}{\hbar}}}_{\text{}} = \underline{E} \psi$

Erwartungswert von  $\underline{H}$  ausrechnen:

$$\int d^3 r \psi^* \underline{H} \psi = \int d^3 r \psi^* E \psi$$

$$\langle \underline{H} \rangle = \int d^3 r \psi^*(\vec{r}, t) \underline{H} \psi(\vec{r}, t) = \int d^3 r \psi^*(\vec{r}, t) E \psi(\vec{r}, t)$$

Def

$$= E \int d^3 r \psi^*(\vec{r}, t) \psi(\vec{r}, t)$$

$$= 1 \quad (\text{Interpretation als Wahrscheinlichkeitsdichte})$$

$$\langle \underline{H} \rangle = E$$

Es ist damit als Energie zu interpretieren.

Der stationäre Zustand  $\psi = \varphi(\vec{r}) e^{-i \frac{E t}{\hbar}}$  ergibt über die Energie  $E$ .

Es stellt in Eigenwertproblemen, also wissen wir  $\underline{H} \varphi = E \varphi$  lösen

### 3.2. Eigenwertprobleme und vollständige Lösung

- eine fktl. der Form  $\underline{A} \psi(\vec{r}) = a \psi(\vec{r})$  ist ein Eigenwertgleichung.  
↑  
a Eigenwert zu Eigenfunktion  $\psi(\vec{r})$

Bestimmungsbedingungen f. a und  $\psi(\vec{r})$

in QM (Späte) sind a's die Messwerte die mit einer "gerissen" Wahrscheinlichkeit im Experiment gesehen werden.

- Lösung des Eigenwertproblems: hat viele Lösungen (1..∞)

$$\psi_n(\vec{r}, t) = \int_n e^{-i \frac{E_n t}{\hbar}} \psi_n(\vec{r}) , \quad \text{und} \quad \underline{A} \psi_n = a_n \psi_n$$

↑  
n nummeriert die Lösungen

gesamtlösung: 
$$\psi(\vec{r}, t) = \sum_n \int_n \psi_n(\vec{r}) e^{-i \frac{E_n t}{\hbar}}$$

↑

Konstante, wird

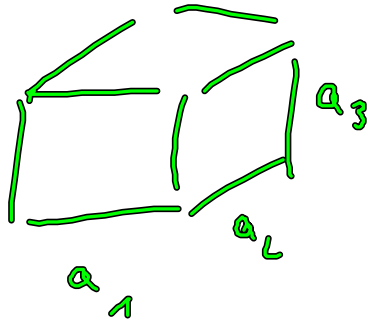
über Anfangsbeding.

Integriert  $\longrightarrow \psi(\vec{r}, t=0) = \sum_n \int_n \psi_n$

### 3.3. Eigenwertprobleme an Beispiel d. Kastenpotentials

Lösung von  $\underline{H} \varphi(\vec{r}) = E \varphi(\vec{r})$  „stationären Schrödingergl.“

$$\underline{H} = \frac{\underline{P}^2}{2m} + V(\vec{r}) : V(\vec{r}) = \begin{cases} 0 & 0 < x_i < a_i \\ \infty & \text{außen} \end{cases}$$



$$x_i : x, y, z$$

$$-\sum_i \frac{\hbar^2}{2m} \frac{\partial^2}{\partial x_i^2} \varphi(\vec{r}) = E \varphi(\vec{r}) \quad \text{im Innenraum}$$

$$\varphi(\vec{r}) = 0 \quad \text{wsp. } \infty \text{ Potential : im Außenraum}$$

Stetigkeit der Wellenfunktion am Rand  $\varphi(\vec{r} = \vec{0}, \vec{r} = \vec{a}) \stackrel{!}{=} 0$

Separationsansatz:  $\varphi(\vec{r}) = \varphi_1(x) \varphi_2(y) \varphi_3(z)$

$$\underbrace{-\frac{\hbar^2}{2m} \frac{\partial^2 \varphi_1(x)}{\partial x^2}}_{\varepsilon_1 = \text{konst}} \underbrace{-\frac{\hbar^2}{2m} \frac{\partial^2 \varphi_2(y)}{\partial y^2}}_{\varepsilon_2 = \text{konst}} \underbrace{-\frac{\hbar^2}{2m} \frac{\partial^2 \varphi_3(z)}{\partial z^2}}_{\varepsilon_3 = \text{konst}} = \underbrace{E}_{\text{konst}}$$

$$\rightarrow -\frac{\hbar^2}{2m} \frac{\partial^2}{\partial x^2} \varphi_1(x) = \epsilon_1 \varphi_1(x)$$

anal. f.  $\gamma_1$  z - Richtig.

$$\text{allg. } -\frac{\hbar^2}{2m} \frac{\partial^2}{\partial x_i^2} \varphi_i(x_i) = \epsilon_i \varphi_i(x_i)$$

$$k_i^2 = \frac{2m}{\hbar^2} \epsilon_i \quad \text{einsetzen}$$

$$\varphi_i'' = -k_i^2 \varphi_i \quad \text{Schwingungsgleichg.}$$

$$\varphi_i = A_i \sin(k_i x_i) + B \cos(k_i x_i)$$

Randbedingungen: ↙ einsetzen

$$(i) \varphi_i(x_i=0) = B_i \stackrel{!}{=} 0, \quad B_i = 0$$

$$\rightarrow \varphi_i = A_i \sin(k_i x_i)$$

$$(ii) \varphi_i(x_i=a_i) = \underbrace{A_i \sin(k_i a_i)}_{!} = 0$$

$k_i a_i = n_i \pi$

↑  
ganzzahlig:  $n_i = \cancel{0}, \cancel{1}, \cancel{2}, \dots$

↓  
sinus (Kar. Teilchen)

↗ gibt denselben wie +

$$\frac{2m}{\hbar^2} \epsilon_i = \left( \frac{n_i \pi}{a_i} \right)^2 \quad | \quad \psi_i = A_i \sin \left( \frac{n_i \pi}{a_i} x_i \right)$$

agl. Energie

$$E = \sum_i \epsilon_i = \sum_i \frac{\hbar^2}{2m} \left( \frac{n_i \pi}{a_i} \right)^2$$

$$E = \frac{\hbar^2}{2m} \left( \frac{n_1 \pi}{a_1} \right)^2 + \frac{\hbar^2}{2m} \left( \frac{n_2 \pi}{a_2} \right)^2 + \frac{\hbar^2}{2m} \left( \frac{n_3 \pi}{a_3} \right)^2$$

agl. Zustand

$$\psi(\vec{r}) = \prod_i A_i \sin \left( \frac{n_i \pi}{a_i} x_i \right)$$

$$\psi(\vec{r}) = \underbrace{A_1 A_2 A_3}_{\text{Konst.}} \sin \left( \frac{n_1 \pi}{a_1} x \right) \sin \left( \frac{n_2 \pi}{a_2} y \right)$$

↙

$$\sin \left( \frac{n_3 \pi}{a_3} z \right)$$

ord. folgt über Normalisierbedingung Interpretation

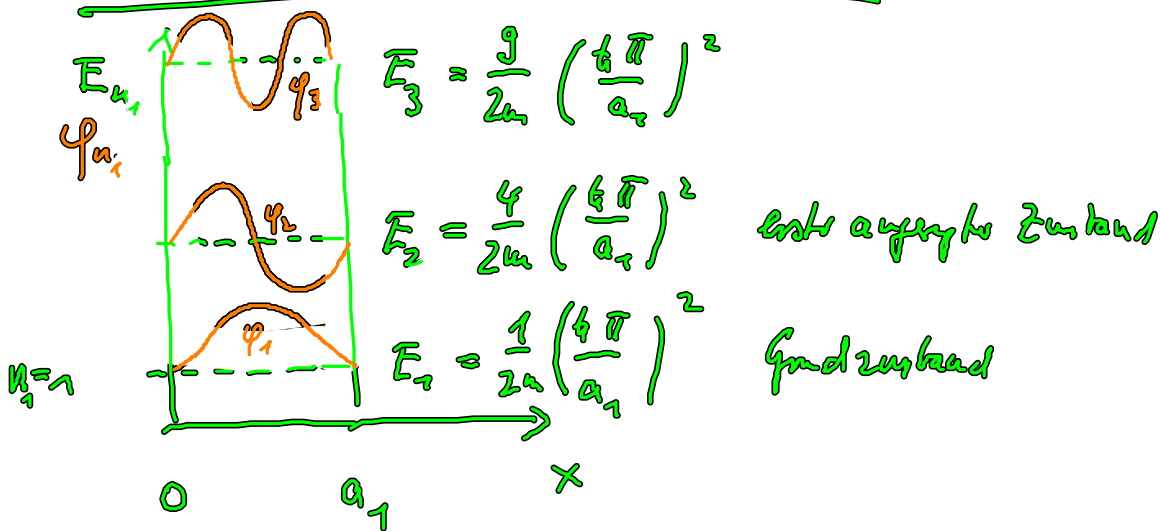
$$\int d^3r |\psi(\vec{r})|^2 = 1$$

$$\varphi(\vec{r}) = \underbrace{\begin{pmatrix} \varphi \\ - \\ a_1 a_2 a_3 \end{pmatrix}}_{\text{zu Hause}}^{1/2} \sin(k_1 x) \sin(k_2 y) \sin(k_3 z)$$

$$\bar{E} \rightarrow \bar{E}_{n_1 n_2 n_3}$$

$$\varphi \rightarrow \varphi_{n_1 n_2 n_3}$$

a) Energie und Zustand in 1d Topf



- es existiert diskrete Energielevels
- klassisch für fall  $a_1 \rightarrow \infty$ ,  $\Delta E \rightarrow khv$
- Zustand u. Energie wird nummeriert mit  $n$
- zeigt Energie  $E_1 = \frac{1}{2m} \left( \frac{h\pi}{a_1} \right)^2$

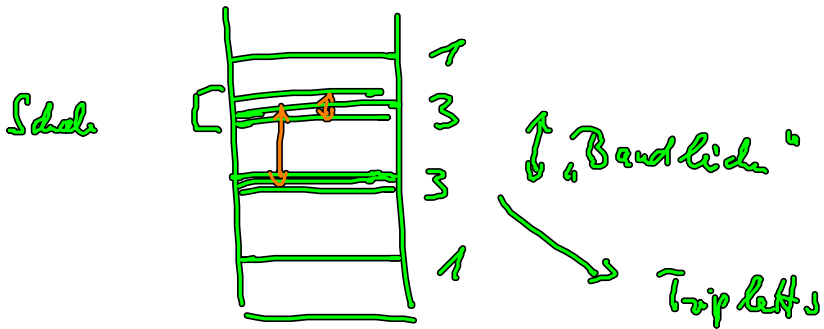
Impuls wird durch Einsperren d. Teilchens im Ort  
 wird in kinetisch Energie umgesetzt



(Heinberg'sche Umstände)

b) Diskurs: 3d Topf

Siehe Tutorien



Modell f. Atome

4. Mathematische Werkzeuge der Quantenmechanik

a) Wellenfunktion  $\psi(\vec{r}) \in$  quadratintegrierbaren Funktionen  $L^2$

$$\int d^3r |\psi(\vec{r})|^2 = 1$$

b) Operator  $\underline{A}$  ist Vervielfachung:  $\underline{A} \psi(\vec{r}) = \varphi(\vec{r})$  gegeben

Bsp  $\underline{A} \psi(r) = a e^{\psi(\vec{r})} + \vec{\nabla}_r \psi(\vec{r}) \equiv \varphi(\vec{r})$

c)  $\underline{A}$  ist ein linear Operator, wenn:

$$\underline{A} \psi_1 = \psi_1, \quad \underline{A} \psi_2 = \psi_2$$

dann:

$$\underline{A} (c_1 \psi_1 + c_2 \psi_2) = c_1 \psi_1 + c_2 \psi_2$$

↑  
komplex Zahl

Bsp:  $\underline{A} = \vec{p}_r$ , wirkt auf  $\psi$

d) in algebra ist die Multiplikation anführung  
nicht vertauschbar:

$$\underline{A} \underline{B} \neq \underline{B} \underline{A} \quad \text{nicht kommutativen Operatoren}$$

Bsp:  $\underline{A} = x$ ,  $\underline{B} = p_x = \frac{\hbar}{i} \partial_x$

$$\left( \underline{B} (\underline{A} \psi) \right) = \frac{\hbar}{i} \partial_x (x \psi) = \frac{\hbar}{i} \psi + x \frac{\hbar}{i} \partial_x \psi$$

$$\left( \underline{A} (\underline{B} \psi) \right) = x \left( \frac{\hbar}{i} \partial_x \psi \right) = x \frac{\hbar}{i} \partial_x \psi$$

---


$$\left( x p_x - p_x x \right) \psi = i \hbar \psi$$

## Verständnis

es ist eine Frage zu definieren die:

$$(\underline{A} \underline{B} - \underline{B} \underline{A}) \equiv [\underline{A}, \underline{B}].$$

Kommutator der Operatoren  
A und B.

$$\text{Bsp: } [x, p_x] = i \hbar$$

allgemein: f. alle kartesischen Koordinaten

$$[x_n, p_m] = i \hbar \delta_{nm}$$

$$\begin{aligned} x_1 &= x \\ x_2 &= y \\ x_3 &= z \end{aligned}$$

$$\begin{aligned} p_1 &= \frac{\hbar}{i} \partial_x \\ p_2 &= \frac{\hbar}{i} \partial_y \\ p_3 &= \frac{\hbar}{i} \partial_z \end{aligned}$$