

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 weiteren
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

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

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

zeit abhängig

abhängig

↓ 2 Probleme:

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

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

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

partielle Dgl. f. Ortsanteil

Eigenwertproblem des \underline{H} Operators

Gesamt Lösung:

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

E : Eigenwert zu \underline{H}

φ : Eigenfunktion zu \underline{H}

- wäre zunächst Lösung der Schrödinger-Gleichung
- nennt man stationären Zustand, weil: $|\psi(\vec{r}, t)|^2 = |\varphi(\vec{r})|^2$
- es gibt Zustände bei denen sich die Aufenthaltswahrscheinlichkeitsdichte zeitlich nicht ändert
- Interpretation von E :

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

ansetzen: $\underline{H} \psi = i \dot{\psi} = E \int_0 \varphi(\vec{r}) e^{-i \frac{E t}{\hbar}} = \underline{E} \psi$

Erwartungswert von \underline{H} ausrechnen: $\int d^3 r \psi^* \underline{H} \psi = \int d^3 r \psi^* \underline{E} \psi$

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

Def

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

$= 1$ (Interpretation als Wahrscheinlichkeitsdichte)

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

E ist damit als Energie zu interpretieren.

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

E stellt in Eigenwertproblem, also müssen wir $\underline{H} \varphi = E \varphi$ lösen

3.2. Eigenwertproblem und vollständige Lösung

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

Bestimmungsgleichung f. a und $\varphi(\vec{r})$

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

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

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

↑
n nummeriert die Lösungen

Gesamtlösung: $\varphi(\vec{r}, t) = \sum_n \int_n \varphi_n(\vec{r}) e^{-i \frac{E_n t}{\hbar}}$

↑

Konstante, wird

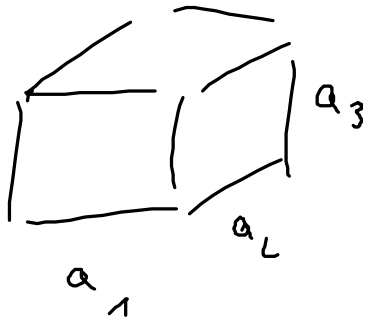
über Anfangsbeding.

folgt $\longrightarrow \varphi(\vec{r}, t=0) = \sum_n \int_n \varphi_n$

3.3. Eigenwertproblem an Beispiel d. Kastenpotentials

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

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



$$x_i : x, y, z$$

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

$$\varphi(\vec{r}) = 0 \quad \text{wegen } \infty \text{ Potential ; im Außenraum}$$

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

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

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

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

Anal. f. γ_1 z-Richtung.

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

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

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

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

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: $n_i = 1, 2, \dots$

↓
sinuslos (kein Teilchen)

gilt dasselbe wie +

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

agl. Energien

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

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

agl. Zustände

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

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

↓
Konstante

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

bedeutet folgt über Wahrscheinlichkeitsinterpretation

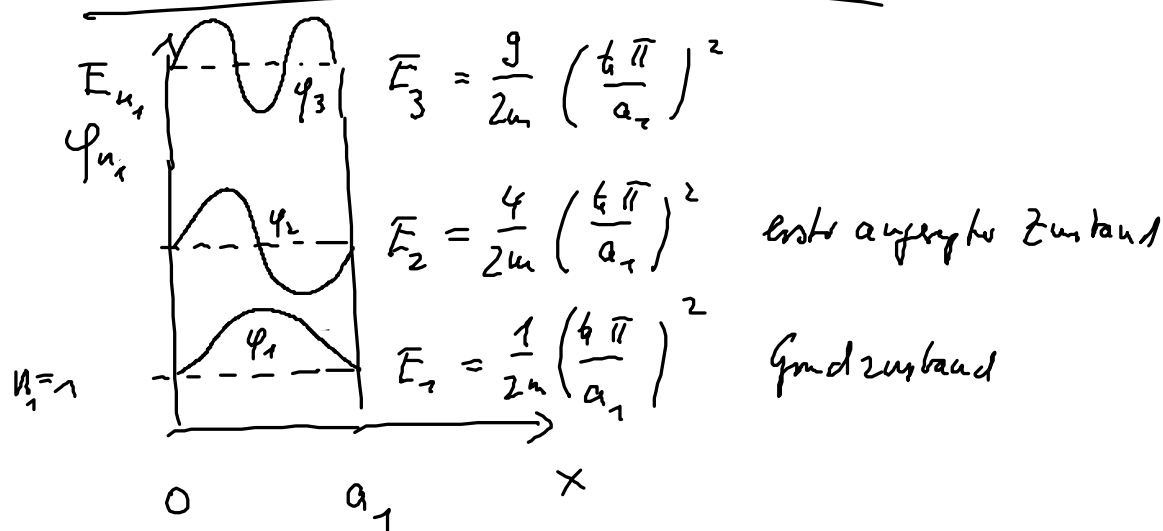
$$\int d^3r |\varphi(\vec{r})|^2 = 1$$

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

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

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

a) Energie und Zustand im 1d Topf



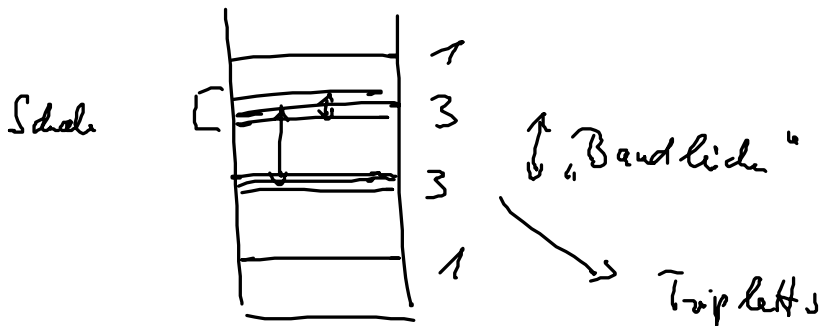
- es existiert diskrete Energie niveaus
- klassisch für fall $a_1 \rightarrow \infty$, $\Delta E \rightarrow \text{klein}$
- Zustand u. Energie wird nummeriert mit n
- geringe Energie $\bar{E}_1 = \frac{1}{2m} \left(\frac{h\pi}{a_1} \right)^2$

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

(Heisenbergsche Unschärfen)

b) Diskurs 3d Topf

Siehe Tutorien



Modell f. Atomkerne

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

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

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

dann:

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

↑
komplexe Zahl

Bsp: $\underline{A} = \vec{p}_r$, nicht e^ψ

d) im allg. ist die Hintereinanderausführung
nicht vertauschbar:

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

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

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

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

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

Verständnisprinzip

e/ Sichere Größe 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

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

$$x_1 = x$$

$$x_2 = y$$

$$x_3 = z$$

$$p_1 = \frac{\hbar}{i} \partial_x$$

$$p_2 = \frac{\hbar}{i} \partial_y$$

$$p_3 = \frac{\hbar}{i} \partial_z$$