3. Atomphysik

Prof. David Hunger

Physikalisches Institut, KIT Fakultät für Physik

3.4 Schrödinger Gleichung

2.4 Schrödingergleichung

Materiewelle für freies Teilchen

$$\psi(x, t) = Ae^{-i(\omega t - kx)} = Ae^{-i/\hbar(E_{kin}t - px)}$$

sollte einer Wellengleichung genügen; Analogie zur Optik:

$$\frac{\partial^2 \psi}{\partial x^2} = \frac{1}{v_{ph}^2} \frac{\partial^2 \psi}{\partial t^2} \quad (*) \quad \text{mit Phasengeschwindigkeit } v_{ph}$$

falls E und p zeitunabhängig

$$\psi(x, t) = \psi(x)\psi(t) = Ae^{ikr}e^{-i\omega t}$$

$$\frac{\partial^2 \psi(x)}{\partial x^2} = -k^2 \psi(x); \quad \text{mit } k^2 = \frac{p^2}{\hbar^2} = 2mE_{kin}/\hbar^2$$

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

Stationäre Schrödingergleichung für ein freies Teilchen

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

mit äußerem Potential und in 3D: $E = E_{kin} + E_{pot}$

$$-\frac{\hbar^2}{2m} \nabla^2 \psi + E_{pot} \psi = E \psi$$

Stationäre Schrödingergleichung

Bild: Wikipedia

Erwin Schrödinger (1926)

Zeitabhängige Schrödingergleichung

- Differenziere $\psi(x, t) = Ae^{-i/\hbar(E_{kin}t - px)}$ nach der Zeit

$$\frac{\partial \psi}{\partial t} = -\frac{i}{\hbar} E_{kin} \psi$$

- vergleiche mit $\frac{\partial^2 \psi(x)}{\partial x^2} = -\frac{2m}{\hbar^2} E_{kin} \psi(x)$

$$i\hbar \frac{\partial \psi}{\partial t} = -\frac{\hbar^2}{2m} \nabla^2 \psi$$

- Für nichtstationäre Probleme ($E_{kin} = E_{kin}(t), p = p(t)$) gilt nicht mehr

$$\frac{\partial \psi}{\partial t} = -\frac{i}{\hbar} E_{kin} \psi$$

- Schrödinger postulierte dass auch bei zeitabhängiger Energie folgende Gleichung gilt:

$$i\hbar \frac{\partial \psi(r, t)}{\partial t} = \left(-\frac{\hbar^2}{2m} \nabla^2 + E_{pot}(r, t) \right) \psi(r, t)$$

zeitabhängige Schrödinger Gleichung

Schrödinger Gleichung

Kommentare zur Schrödingergleichung

- Sie beruht auf der deBroglie Welle mit $p = \hbar k$
- Quadratische Dispersionrelation $\omega = \hbar k^2 / 2m$
- Entspricht dem Energiesatz der Quantenmechanik $E\psi = E_{kin}\psi + E_{pot}\psi$
- Die Schrödingergleichung ist eine lineare, homogene Differentialgleichung → verschiedene Lösungen können überlagert werden, Superpositionsprinzip
- Erster Ordnung in der Zeit, zweiter Ordnung im Ort → nicht relativistisch invariant (haben auch nichtrel. Energie-Impuls Beziehung $E = \frac{p^2}{2m}$ verwendet)
- Relativistische Gleichungen: Klein-Gordon Gleichung, Dirac Gleichung
- Enthält Masse als Parameter → Teilchenzahl bleibt erhalten
- Enthält $\hbar$
- SG ist komplex, damit auch ihre Lösungen

Observablen und Operatoren

Messgrößen werden ersetzt durch Vorschriften / Operatoren

■ Ort $\hat{r} = \mathbf{r} \cdot$ $\rightarrow$ Multiplikation der Wellenfunktion mit $\mathbf{r}$

■ Impuls: betrachte $\psi(\mathbf{r}, t) = A e^{-i/\hbar(E_{kin}t - \mathbf{p} \cdot \mathbf{r})}$, differenziere nach dem Ort

$$-i\hbar \frac{\partial \psi}{\partial x} = p_x \psi, \text{ analog für } y, z$$

$$\hat{\mathbf{p}} = -i\hbar \nabla \quad \rightarrow \quad \hat{\mathbf{p}}\psi = \mathbf{p}\psi$$

■ Drehimpuls: $\hat{\mathbf{L}} = \mathbf{r} \times (-i\hbar \nabla)$

■ Energieoperator

$$\frac{\partial}{\partial t} \psi = \frac{\partial}{\partial t} \psi_0 e^{-i/\hbar(Et - \mathbf{p} \cdot \mathbf{r})} = -\frac{i}{\hbar} E \psi$$

$$\hat{E} = -i\hbar \frac{\partial}{\partial t}$$

■ Kinetische Energie

$$\hat{E}_{kin} = -\frac{\hbar^2}{2m} \nabla^2$$

Gesamtenergie: Hamiltonoperator

$$\hat{H} = \hat{T} + \hat{V} = \frac{\hat{\mathbf{p}}^2}{2m} + V(\hat{\mathbf{r}}) = -\frac{\hbar^2}{2m} \nabla^2 + V(\hat{\mathbf{r}})$$

Erwartungswert

- Mittelwerte in der klassischen statistischen Physik
- Z.B mittlere Geschwindigkeit $\bar{v}$ bei Geschwindigkeitsverteilung $f(v)$

$$\bar{v} = \langle v \rangle = \int_0^{\infty} v \cdot f(v) dv$$

- QM: Wahrscheinlichkeit, Teilchen im Intervall $[x, x + dx]$ zu finden ist $|\psi(x)|^2$
- Mittlere Position = **Erwartungswert**

$$\langle x \rangle = \int_{-\infty}^{\infty} x \cdot |\psi(x)|^2 dx = \int_{-\infty}^{\infty} \psi^*(x) x \cdot \psi(x) dx = \int_{-\infty}^{\infty} \psi^*(x) \hat{x} \psi(x) dx$$

- Erwartungswert $\langle A \rangle$ einer physikalischen Messgröße A

$$\langle A \rangle = \int_{-\infty}^{\infty} \psi^*(r, t) \hat{A} \psi(r, t) d^3r =: \langle \psi | \hat{A} | \psi \rangle$$

mit Operator $\hat{A}$

$\langle \psi | :=$ bra

$|\psi \rangle :=$ ket

entspricht

x^T

x

Observablen und Operatoren

Eigenwert und Eigenfunktion: Wenn gilt

$$\hat{A}\psi = A\psi$$

dann ist ψ Eigenfunktion zum Operator $\hat{A}$ und A der Eigenwert (reelle Zahl).

Wellenfunktionen sind Elemente eines Vektorraumes

$$\int \psi^* \psi dr := \langle \psi | \psi \rangle \quad \text{Skalarprodukt in diesem Vektorraum}$$

Der Erwartungswert

$$\langle A \rangle = \int \psi^* \hat{A} \psi dr = A$$

ist „scharf“ definiert, quadratische Schwankung verschwindet

$$\langle A^2 \rangle - \langle A \rangle^2 = \int \psi^* \hat{A}^2 \psi dr - \left(\int \psi^* \hat{A} \psi dr \right)^2 = 0$$

Energie eines stationären Zustands: Eigenwert des Hamilton Operators

$$\hat{H}\psi = E\psi \quad \text{stationäre Schrödingergleichung}$$

Überlagerungszustände

- Betrachte Überlagerungszustand

$$\Psi = \sum_n c_n \psi_n$$

ψ_n Eigenzustände, z.B. Energie Eigenzustände

$$\hat{H}|\psi_n\rangle = E_n|\psi_n\rangle$$

- Eigenzustände mit versch. Eigenwerten sind orthonormal

$$\langle \psi_n | \psi_m \rangle = \delta_{nm}$$

- wenn ψ_n normiert, dann ist $\sum_n |c_n|^2 = 1$

Z.B: Energie des Elektrons im Zustand Ψ

$$\begin{aligned} \langle \hat{H} \rangle &= \langle \Psi | \hat{H} | \Psi \rangle = \sum_n \langle \psi_n | c_n^* \hat{H} c_n | \psi_n \rangle = \\ &= \sum_n |c_n|^2 E_n \langle \psi_n | \psi_n \rangle = \sum_n |c_n|^2 E_n \end{aligned}$$

$|c_n|^2$ Wahrscheinlichkeit, das Elektron im Zustand ψ_n zu finden,

Energiewert E_n wird mit der Wkt. $|c_n|^2$ gemessen.

Messprozess

- Anfangszustand $\Psi = \sum_n c_n \psi_n$
- Nach der Messung ist das Elektron im Zustand ψ_n mit der Wkt. $|c_n|^2$
- Unsicherheit bei Einzelmessung kommt nicht durch Messfehler zustande sondern durch Unbestimmtheit
- Messung verändert das System $\rightarrow$ Kollaps der Wellenfunktion
- Der Kollaps kann nicht durch die Schrödingergleichung beschrieben werden
- weitere Messungen ergeben immer ψ_n

Unschärfe von Variablen

- Falls $\hat{A}\psi = A\psi$ gilt, d.h. ψ ist Eigenfunktion des Operators $\hat{A}$ mit Eigenwert A , dann ist A scharf definiert, keine Unschärfe
- Man kann zeigen dass zwei Observablen nur dann gleichzeitig scharf bestimmt werden können wenn ihre Operatoren **kommutieren**

$$\hat{A}_1\hat{A}_2 = \hat{A}_2\hat{A}_1$$

- Orts- und Impulsoperator kommutieren nicht ($\rightarrow$ Heisenbergsche Unschärferelation)

$$\hat{p}\hat{x}\psi = -i\hbar\frac{\partial}{\partial x}x\psi = -i\hbar\left(1 + x\frac{\partial}{\partial x}\right)\psi \neq \hat{x}\hat{p}\psi = -i\hbar x\frac{\partial}{\partial x}\psi$$

- Definiere **Kommutator** $\hat{A}_1\hat{A}_2 - \hat{A}_2\hat{A}_1 =: [\hat{A}_1, \hat{A}_2]$

- Die Unschärferelation kann mit Hilfe des Kommutators allgemein geschrieben werden

$$\Delta A_1\Delta A_2 \geq \frac{1}{2}\langle\psi|[\hat{A}_1, \hat{A}_2]|\psi\rangle \quad \text{mit } \Delta A = \sigma_A \text{ die Standardabweichung von } A$$

Neue Weltsicht

- Vektoren & reelle Zahlen der klassischen Physik entsprechen Operatoren
- Reihenfolge der Anwendung spielt eine Rolle
- Ehrenfest Theorem: klassische Bewegungsgleichungen gelten für Erwartungswerte wenn Wellenfunktion genügend lokalisiert ist
- Historisch: Bohr'sches Korrespondenzprinzip: Übergang zur klassischen Physik bei großen Quantenzahlen