

8. Ausblicke / "Näheren"

Weitere Themen in der nichtrelativistischen QM [→ QM II : 5. Sem.]

(individ. Ergänzung)

- zeitabhängige Störungstheorie ($\hat{H} = \hat{H}_0 + \lambda \hat{H}_1(t)$)

Hamilton-Op. \hat{H}_0 und ungestörte Zustände $|\varphi_n\rangle$ sind wie gehabt, vgl. § 6.2; die Frage lautet jetzt:

→ mit welcher Wahrscheinlichkeit verursacht $\hat{H}_1(t)$ einen

Übergang vom Zustand $|\varphi_i\rangle$ in den Zustand $|\varphi_f\rangle$?

→ Antwort: die W.-Amplitude dafür lautet (und $W. = |c_{fi}|^2$)

$$c_{fi} = \langle \varphi_f(t=T) | \varphi_i(t=-T) \rangle = \delta_{fi} - \frac{i}{\hbar} \int_{-T}^T dt \langle \varphi_f | \lambda \hat{H}_1(t) | \varphi_i \rangle e^{\frac{i}{\hbar}(E_f - E_i)t} + O(\lambda^2)$$

→ wichtig z.B. für Strahlungsübergänge im Atom:
induzierte Emission / Absorption

- Streuungstheorie

Streuexperimente → Information über Aufbau der Materie;

Kristallstrukturen; Teilchenwechselwirkungen; Kernkräfte; Qu.-Potentiale; usw.

(haben bisher meist gebundene/diskrete Zustände betrachtet; hier Streu z.st.)



Coulombpotential → Rutherford

$$|c_{fi}|^2 \rightarrow \frac{d\sigma}{d\Omega} = \left[\frac{ze^2}{16\pi\epsilon_0 E \sin^2(\frac{\theta}{2})} \right]^2$$

← "Streuquerschnitt"

- Teilchen in elektromagnetischen Feldern

E-Dynamik : $\vec{E} = -\vec{\nabla}\phi - \dot{\vec{A}}$, $\vec{B} = \vec{\nabla} \times \vec{A}$

$\phi \equiv$ Skalarpotential , $\vec{A} \equiv$ Vektorpotential

QM $\Rightarrow \hat{H} = \frac{1}{2m} [\vec{p} - e\vec{A}(\vec{r}, t)]^2 + e\phi(\vec{r}, t)$

↑ neue Effekte

↑ Potentiale, wie gewohnt

Verallgemeinerungen der nichtrel. QM

Form der Schrödinger-Gly $i\hbar \partial_t |\psi\rangle = \hat{H} |\psi\rangle$ bleibt bestehen, aber \hat{H} kann anders aussehen.

• ein relativistisches Teilchen [→ QM II]

(vgl. § 6.5, H -Formstruktur)

eine relativistische Gly muss Lorentz-kovariant sein!

die lhs der SG ist linear in $\partial_t \Rightarrow$ die rhs muss linear in $\vec{\nabla}$ bzw. \vec{p} sein!

Dinne \Rightarrow \hat{H} muss eine Matrix sein!

$$\hat{H} = \sum_{i=1}^3 \alpha_i \hat{p}_i + \beta m, \quad \alpha_i, \beta \text{ Matrizen}$$

\rightarrow d.h. in der nichtrel. Theorie gilt es die Platzheit für Spin; in der relativistischen Theorie ist Spin eine Naturnotwendigkeit.

• sehr viele (Lzw. unbestimmte Anzahl von) Teilchen

\rightarrow Statistische Physik: oft sehr viele Teilchen ($N \sim 10^{23}$);

in manchen Ensembles ist T.-Zahl keine gute Variable,

sondern stattdessen das chemische Potential μ . [→ Theorie III: 5. Sem.]

\rightarrow für relativistische Systeme: kann T.-Zahl nicht

fixieren, z.B.:  "virtuelles Teilchen/Antiteilchen-Paar"

[→ Elementarteilchenphysik: 5. Sem.]

solche Systeme werden mit Quantenfeldtheorie [→ QFT: ≥ 6. Sem.]

beschrieben:
$$\hat{H} = \sum_{i=1}^N \frac{1}{2m} \hat{p}_i^2 + \dots \rightarrow \int d^3\vec{r} \left\{ \frac{1}{2m} [\partial_t \hat{\psi}(\vec{r}, t)]^2 + \dots \right\}$$

Pfadintegralformalismus [→ QM II; QFT] [s. Münster, § 24]

es gibt (genau wie in der klass. Mechanik) auch in QM verschiedene Formulierungen:

klassisch

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

quantenmechanisch

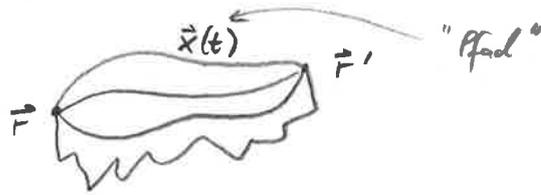
kanonisch: $i\hbar \partial_t |\psi\rangle = \hat{H} |\psi\rangle$

Lagrange: $L(\dot{x}, x), L = \frac{1}{2} m \dot{x}^2 - V(x)$

\Leftrightarrow Pfadintegrale: Feynman 1948

zentrale Formel:

$$\langle \vec{r}' | e^{-\frac{i}{\hbar} \hat{H}(t'-t)} | \vec{r} \rangle = \int_{\vec{x}(t)=\vec{r}}^{\vec{x}(t')=\vec{r}'} \mathcal{D}\vec{x}(t) e^{\frac{i}{\hbar} \int_t^{t'} \mathcal{L}(\dot{x}, x) dt} \quad \text{"Wirkung"}$$



alles ist "klassisch", d.h. keine Operatoren,
aber man muss über alle möglichen Bahnen summieren.

→ Pfadintegrale sind formell eine Umformulierung der QM;
sehr elegant + intuitiv; erlaubt Lösung einiger Probleme,
die mit kanonischen Methoden extrem schwierig sind.

Anwendungsbereiche

• Atom- und Molekülphysik

typische Massen: $m_e = 511 \text{ keV}/c^2$

typische Energien: $E \lesssim \frac{1}{2} m_e c^2 \alpha^2 \approx 13,6 \text{ eV}$

typische Abstände: $a_0 \approx \frac{1}{\alpha} \frac{\hbar c}{m_e c^2} \approx 0,5 \cdot 10^{-10} \text{ m}$

• Kernphysik

typische Massen: $m_p = 938 \text{ MeV}/c^2$

(hier gibt es jedoch keine kleine Feinstrukturkonstante wie α)

typische Energien $\sim (m_n - m_p) c^2 \approx 1,3 \text{ MeV}$

typische Abstände \gg Proton-Radius $\sim \frac{\hbar c}{m_p c^2} \approx 0,2 \cdot 10^{-15} \text{ m}$

• Elementarteilchenphysik

typische Energien $\geq m_p c^2 \sim 1 \text{ GeV}$

typische Abstände \ll Proton-Radius

• etc...

