

klassische Mechanik:  $E = T + V = \frac{p^2}{2m} + V(x)$  hin ID, der Erfüllbarkeit helfen

Hamilton-Operator  $\hat{H} = \frac{\hat{p}^2}{2m} + V(\hat{x})$  Zustandsvektor

Schrödinger-Glg  $i\partial_t |\psi\rangle = \hat{H} |\psi\rangle$  diffint Zeitentwicklung

Kanonicalrelation  $[\hat{x}_i, \hat{p}_j] = i\delta_{ij}$  Kronecker-Delta  
(= 1 für  $i=j$ , 0 sonst)

Energie-Eigenzustände  $\hat{H} |n\rangle = E_n |n\rangle$   
 $\Rightarrow |n(t)\rangle = e^{-iE_n t} |n(0)\rangle$

Übergang zur Ortsdarst.  $\psi(x,t) = \langle x | \psi(t) \rangle$  (Projektion auf Ortsvektor)  
 $\hat{x}_i \rightarrow x_i$  und  $\hat{p}_i \rightarrow -i\partial_i$

$\rightarrow$  Schrödinger Glg:  $i\partial_t \psi(x,t) = \left(-\frac{\nabla^2}{2m} + V(x)\right) \psi(x,t)$

konkretes Beispiel: harmonischer Oszillator

$$\hat{H} = \frac{\hat{p}^2}{2m} + \frac{1}{2} m \omega^2 \hat{x}^2$$

algebraische Lsg:  $\hat{H}$  als Absolutquadrat eines Operators darstellen

$$\begin{aligned} \rightarrow \text{Lernoperatoren } \hat{a} \text{ (Vernichtungs-Op.)} &:= \frac{m\omega x + ip}{\sqrt{2m\omega}} \\ \hat{a}^\dagger \text{ (Erzeugungs-Op.)} &:= \frac{m\omega x - ip}{\sqrt{2m\omega}} \end{aligned}$$

$$\Rightarrow [\hat{a}, \hat{a}^\dagger] = 1$$

$$\hat{H} = \frac{\omega}{2} (\hat{a}^\dagger \hat{a} + \hat{a} \hat{a}^\dagger) = \omega \left( \frac{1}{2} + \hat{a}^\dagger \hat{a} \right) \equiv \hat{N} \quad \text{Besetzungsanzahl-Op.}$$

mit Eigenzuständen  $|n\rangle$  von  $\hat{N}$

$$\begin{aligned} \Rightarrow \hat{a} |n\rangle &= \sqrt{n} |n-1\rangle \\ \hat{a}^\dagger |n\rangle &= \sqrt{n+1} |n+1\rangle \end{aligned}$$

oft kann man ein System aber nicht vollständig lösen!

→ wichtiges Werkzeug für Näherungslösungen: Störungstheorie

z.B.  $\hat{H} = \hat{H}_0 + g \hat{V}$  wobei  $g \ll 1$

Energie-Eigenwerte? Reihe!

$$E_n = E_n^{(0)} + g E_n^{(1)} + g^2 E_n^{(2)} + \dots$$

$$|n\rangle = |n\rangle^{(0)} + g |n\rangle^{(1)} + \dots$$

$$\rightarrow \hat{H}_0 |n\rangle^{(0)} = E_n^{(0)} |n\rangle^{(0)}$$

$$E_n^{(1)} = \langle n | \hat{V} | n \rangle^{(0)}$$

⋮

es werden oft verschiedene Darstellungen der Zeitabhängigkeit benutzt:

• Schrödinger-Darstellung

Zustände sind zeitabhängig, Operatoren zeitunabhängig z.B.  $\hat{x}, \hat{p}, \hat{L}, \dots$

$$i \partial_t |\psi\rangle_S = \hat{H} |\psi\rangle_S$$

formale Lsg:  $|\psi(t)\rangle_S = e^{-i\hat{H}t} |\psi(0)\rangle_S$

Mittelwerte:  $\langle \hat{A}_S \rangle = \langle \psi(t) | \hat{A}_S | \psi(t) \rangle_S$

• Heisenberg-Darstellung

Operatoren folgen einer Bewegungsgleichung, Zustände zeitunabhängig  
(sind also zeitabhängig)

def.  $\hat{A}_H(t) := e^{i\hat{H}t} \hat{A}_S e^{-i\hat{H}t}$  ;  $|\psi\rangle_H = e^{i\hat{H}t} |\psi(t)\rangle_S = |\psi(0)\rangle_S$

$$\rightarrow i \partial_t \hat{A}_H(t) = [\hat{A}_H(t), \hat{H}]$$

$$\langle \hat{A}_H(t) \rangle = \langle \psi(0) | \hat{A}_H(t) | \psi(0) \rangle_S$$

• Wechselwirkungs-Darstellung (oder Dirac-Darst.)

(liegt gewissermaßen zwischen Schröd.- + Heis. - Darst.)

$$\hat{H} = \hat{H}_0 + g \hat{V} \quad (\text{Interaktion = Wv.})$$

$$|\psi(t)\rangle_I := e^{i\hat{H}_0 t} |\psi(t)\rangle_S$$

$$\hat{A}_I(t) := e^{i\hat{H}_0 t} \hat{A}_S e^{-i\hat{H}_0 t}$$

$$\hat{V}_I(t) := e^{i\hat{H}_0 t} \hat{V} e^{-i\hat{H}_0 t}$$

$$\text{so dass } i\partial_t |\psi(t)\rangle_I = e^{i\hat{H}_0 t} [-\hat{H}_0 + \hat{H}] |\psi(t)\rangle_S \\ = g \hat{V}_I(t) |\psi(t)\rangle_I$$

$$\text{und } i\partial_t \hat{A}_I(t) = [\hat{A}_I(t), \hat{H}_0]$$

mit Zeitentwicklungs-Operator  $\hat{U}_I(t, t_0)$

$$|\psi(t)\rangle_I := \hat{U}_I(t, t_0) |\psi(t_0)\rangle_I$$

$$\text{folgt dann } i\partial_t \hat{U}_I(t, t_0) = g \hat{V}_I(t) \hat{U}_I(t, t_0)$$

und natürlich  $\hat{U}_I(t_0, t_0) = \mathbb{1}$  als "Anfangsbedingung"

↳ [Lösung dieser Dgl.: s. Ü9]

## 2. Beschreibung freier Teilchen. Rel. QM

relativistische Teilchen  $\Rightarrow$  QFT.

Zunächst jedoch freie Teilchen  $\Rightarrow$  relativistische "klassische" QM etc.

### 2.1. Grundgleichungen

Klein-Gordon-Gly (Spin 0)

Erinnerung: nichtrel. Beziehung  $E = \frac{\vec{p}^2}{2m}$

setze  $E \rightarrow i\partial_t$  und  $\vec{p} \rightarrow -i\vec{\nabla}$

$\Rightarrow$  Schrödinger-Gly für freies Teilchen mit Masse  $m$

relativistische Verallgemeinerung?

Physik muß Lorentzinvariant sein!

$$p_\mu p^\mu = m^2 \Leftrightarrow E^2 - \vec{p}^2 - m^2 = 0 \Leftrightarrow [-\partial_t^2 + \vec{\nabla}^2 - m^2] \psi = 0$$

also  $\boxed{[\partial_\mu \partial^\mu + m^2] \psi = 0}$  "Klein-Gordon-Gly"

Relevanz: beschreibt Eigenschaften freier  $J=0$  Teilchen  
(z.B.  $\pi, \dots$ )

Lösungen: später...

Dirac-Gly (Spin  $\frac{1}{2}$ ) 1927

Idee: Dgl 2. Ordnung  $\rightarrow$  (Dgl 1. Ordnung)<sup>2</sup>

geht sofort für  $\vec{p} = \vec{0}$ :

$$0 = p_\mu p^\mu - m^2 = (p^0)^2 - m^2 = (p^0 - m)(p^0 + m)$$

$$\Rightarrow (p^0 - m) = 0 \text{ oder } (p^0 + m) = 0 \quad ; \text{ 1. Ordnung in } p^0$$

Ansatz für allgemeines  $\vec{p} \neq \vec{0}$

$$p_\mu p^\mu - m^2 =: (\beta^s p_s - m)(\gamma^0 p_0 + m)$$

mit 8 zu bestimmenden Koeffizienten:  $\beta^s, \gamma^0$

keine Term  $\sim p$  auf rhs  $\Rightarrow \beta^s = \gamma^s$

$$\text{quadr. Term: } \gamma^{\mu\nu} p_\mu p_\nu \stackrel{!}{=} \gamma^\mu \gamma^\nu p_\mu p_\nu \quad (4)$$