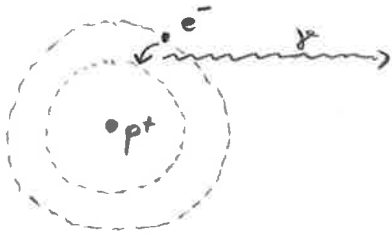


5. Wasserstoffatom

- H-Atom: häufigstes Element im Universum!
 ⇔ Erdkruste: kommt fast nicht vor.
 (→ gebunden (H_2O , H_2 , ...))
 ((ca. 40% ${}_{26}Fe$, 28% ${}_{8}O$, 15% ${}_{14}Si$, ...))

- theoretisch einfaches System



Spektrallinien experimentell sehr genau
 vermessen, auch in Abhängigkeit
 von externen elektr. oder magn. Feldern

⇒ Energie-EW der gebundenen Zustände
 experimentell bekannt!

- genaue Betrachtung dieses Systems hat wiederholt zur
 Entdeckung völlig neuer "Welten" geführt:

Rydberg-Formel → 1912 Bohr'sches Atommodell → QM

Fermi-Struktur ⇔ 1928 Dirac-Glg. ⇔ relativistische QM

Lamb-Shift → 1947 Bethe → Quantenelektrodynamik
 (→ Quantenfeldtheorie)

- heute spielen ähnliche Systeme, z.B. Positronium (e^+e^-)
 und Quarkonium ($c\bar{c}$, $b\bar{b}$, ...) sowie Antiwasserstoff ($\bar{p}e^+$)
 eine wichtige Rolle in der Elementarteilchenphysik

5.1 Zweikörperproblem; Radialgleichung

$$\hat{H} = \left\{ \frac{\hat{\vec{p}}^{(1)2}}{2m_1} + \frac{\hat{\vec{p}}^{(2)2}}{2m_2} + V(\hat{\vec{r}}^{(1)}, \hat{\vec{r}}^{(2)}) \right\} \mathbb{1} + \hat{H}_S(\hat{S}^{(1)}, \hat{S}^{(2)})$$

↑ ↑ zunächst vernachlässigen

$$[\hat{p}_k^{(1)}, \hat{p}_l^{(1)}] = i\hbar \delta_{kl} = [\hat{p}_k^{(2)}, \hat{p}_l^{(2)}], \quad \text{Rest} = 0$$

führe nun (wie in der Mechanik) Relativ- und Schwerpunktcoord. ein:

$$\begin{aligned} \hat{R} &\equiv \frac{m_1 \hat{r}^{(1)} + m_2 \hat{r}^{(2)}}{m_1 + m_2} & ; & \quad \hat{T} \equiv \hat{r}^{(1)} - \hat{r}^{(2)} \\ \hat{P} &\equiv \hat{p}^{(1)} + \hat{p}^{(2)} & ; & \quad \hat{p} \equiv \frac{m_2 \hat{p}^{(1)} - m_1 \hat{p}^{(2)}}{m_1 + m_2} \end{aligned}$$

daraus folgt

$$\begin{aligned} [\hat{r}_k, \hat{p}_l] &= i\hbar (\delta_{kl} - \delta_{kl}) = 0 \\ [\hat{R}_k, \hat{p}_l] &= \frac{m_1 m_2}{(m_1 + m_2)^2} i\hbar (\delta_{kl} - \delta_{kl}) = 0 \\ [\hat{r}_k, \hat{p}_l] &= \frac{m_2 + m_1}{m_1 + m_2} i\hbar \delta_{kl} = i\hbar \delta_{kl} = [\hat{R}_k, \hat{p}_l] \end{aligned}$$

und

$$\hat{p}^{(1)} = \frac{m_1}{m_1 + m_2} \hat{P} + \hat{p} \quad ; \quad \hat{p}^{(2)} = \frac{m_2}{m_1 + m_2} \hat{P} - \hat{p}$$

$$\frac{\hat{p}^{(1)2}}{2m_1} + \frac{\hat{p}^{(2)2}}{2m_2} = \dots = \frac{1}{2M} \hat{P}^2 + \frac{1}{2\mu} \hat{p}^2$$

wobei $M \equiv m_1 + m_2$ die Gesamtmasse ist,

und μ als "reduzierte" Masse bezeichnet wird:

$$\frac{1}{\mu} = \frac{1}{m_1} + \frac{1}{m_2} \quad \Leftrightarrow \quad \mu = \frac{m_1 m_2}{m_1 + m_2}$$

für $m_2 \ll m_1$ (z.B. $m_{\text{Elektron}} \ll m_{\text{Atom}}$) gilt $M \approx m_1$, $\mu \approx m_2$

$$\Rightarrow \hat{H} = \frac{\hat{P}^2}{2M} + \frac{\hat{p}^2}{2\mu} + V(\hat{R}, \hat{r})$$

→ falls nun $V(\hat{R}, \hat{r}) \rightarrow V(\hat{r})$ nur von der Relativkoordinate abhängt, bleibt der Gesamtimpuls des Zweikörpersystems erhalten ($[\hat{H}, \hat{P}] = 0$).

Der entsprechende Beitrag zur Gesamtenergie ist "trivial", und interessiert uns kaum.

→ zeitunabh. Schrödinger-Gl.: $[\frac{\hat{p}^2}{2\mu} + V(\hat{r})] |\psi\rangle = E |\psi\rangle$

$$\text{bzw.} \quad [-\frac{\hbar^2}{2\mu} \nabla^2 + V(\hat{r})] \psi(\hat{r}) = E \psi(\hat{r})$$

Zentralkraft: in den meisten Fällen (z.B. $V_{\text{Coul}} = -\frac{e^2}{4\pi\epsilon_0 |\hat{r}^{(1)} - \hat{r}^{(2)}|}$, V_{Grav} , ...)

hängt V nur von $|\hat{r}|$ ab → Kugelcoord! (s.z.B. §4.3, 5.51)

$$\left\{ -\frac{\hbar^2}{2\mu} \left[\partial_r^2 + \frac{2}{r} \partial_r \right] + \frac{1}{2\mu r^2} \hat{L}^2 + V(r) \right\} \psi(\hat{r}) = E \psi(\hat{r})$$

wissen (Üb., Aufg. 31): $[\hat{H}, \hat{L}] = 0$

Theorem
aus §3.2,
Seite 5.32

$\Rightarrow \psi(\vec{r})$ kann als Eigenzustand von \hat{L}^2 und \hat{L}_3 gewählt werden

$\rightarrow \psi(\vec{r}) \equiv R(r) Y_{lm}(\vartheta, \varphi)$ "Separationsansatz"

((oder abstrakt $|\psi\rangle = |R\rangle |lm\rangle$))

damit erhalten wir die Radialgleichung

$$\left\{ -\frac{\hbar^2}{2\mu} \left[\partial_r^2 + \frac{2}{r} \partial_r \right] + \frac{\hbar^2 l(l+1)}{2\mu r^2} + V(r) \right\} R(r) = E R(r)$$

mit Normierung $\int_0^\infty dr r^2 |R(r)|^2 \stackrel{!}{=} 1$ ((denn $\int d\Omega \sin(\vartheta) \int_0^{2\pi} d\varphi |Y_{lm}|^2 = 1$))

und Randbedingungen:

- Normierung möglich $\Rightarrow \lim_{r \rightarrow \infty} R(r) = 0$
- $|\psi(\vec{r})|^2$ endlich $\Rightarrow \lim_{r \rightarrow 0} R(r) < \infty$

\rightarrow die Energie-EW sind entartet: E unabhängig von m

(da m in der Radialgl. nicht vorkommt)

\Rightarrow die Energien sind $(2l+1)$ -fach "entartet"

\rightarrow aus historischen Gründen wählt man die folgende

Notation: $l = 0 \ 1 \ 2 \ 3 \ 4 \ 5 \ \dots$
 $\Leftrightarrow \ S \ P \ D \ F \ G \ H \ \dots$

\rightarrow kleine Vereinfachung der obigen Radialgl. durch Ansatz $R(r) \equiv \frac{u(r)}{r}$

$$\Rightarrow \partial_r R = -\frac{u}{r^2} + \frac{u'}{r}, \quad \partial_r^2 R = 2\frac{u}{r^3} - 2\frac{u'}{r^2} + \frac{u''}{r}$$

$$\Rightarrow -\frac{\hbar^2}{2\mu} \left[2\frac{u}{r^3} - 2\frac{u'}{r^2} + \frac{u''}{r} - 2\frac{u}{r^3} + 2\frac{u'}{r^2} \right] + \frac{\hbar^2 l(l+1)}{2\mu r^2} \frac{u}{r} + V(r) \frac{u}{r} = E \frac{u}{r} \quad | \cdot r$$

$$\Leftrightarrow \text{Radialgleichung} \quad \left\{ -\frac{\hbar^2}{2\mu} \partial_r^2 + V_{\text{eff}}(r) \right\} u(r) = E u(r)$$

mit effektivem Potential $V_{\text{eff}}(r) = V(r) + \frac{\hbar^2 l(l+1)}{2\mu r^2}$, ($r > 0$)

Normierung $\int_0^\infty dr |u(r)|^2 = 1$, ↪ Rotationsangabe

Randbedingungen $u(0) = 0 = u(\infty)$

z.B.

