

## 5. Wasserstoffatom

- H-Atom: häufigstes Element im Universum!

↔ Erdkruste: kommt fast nicht vor.

→ gebunden ( $H_2O$ ,  $H_2$ , ..)

- **theoretisch einfaches** System

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

Fermistruktur ⇔ 1928 Dirac-Gleichung ⇔ 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 ( $p^-e^+$ ) eine wichtige Rolle in der Elementarteilchenphysik

### 5.1 Zweikörperproblem; Radialgleichung

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

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

führe nun (wie in der Mechanik) **Relativ- und Schwerpunktkoordinaten** ein

$$\hat{\vec{R}} \equiv \frac{m_1\hat{\vec{r}}^{(1)} + m_2\hat{\vec{r}}^{(2)}}{m_1 + m_2}; \quad \hat{\vec{r}} \equiv \hat{\vec{r}}^{(1)} - \hat{\vec{r}}^{(2)}$$

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

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

$$\begin{aligned} \hat{\vec{p}}^{(1)} &= \frac{m_1}{m_1 + m_2} \hat{\vec{P}} + \hat{\vec{p}}; \quad \hat{\vec{p}}^{(2)} = \frac{m_2}{m_1 + m_2} \hat{\vec{P}} - \hat{\vec{p}} \\ \Rightarrow \frac{\hat{p}^{(1)2}}{2m_1} + \frac{\hat{p}^{(2)2}}{2m_2} &= \dots = \frac{1}{2M} \hat{P}^2 + \frac{1}{2\mu} \hat{p}^2 \end{aligned}$$

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

und  $\mu$  als **“reduzierte” Masse** bezeichnet wird:

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

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

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

→ falls nun  $V(\hat{\vec{R}}, \hat{\vec{r}}) \rightarrow V(\hat{\vec{r}})$  nur von der Relativkoordinate abhängt, bleibt der Gesamtimpuls des Zweikörpersystems erhalten ( $[\hat{H}, \hat{\vec{P}}] = 0$ ). Der entsprechende Beitrag zur Gesamtenergie ist “trivial”, und interessiert kaum.

→ **zeitunabhängige Schrödinger-Gleichung:**  $[\frac{\hat{p}^2}{2\mu} + V(\hat{\vec{r}})]|\psi\rangle = E|\psi\rangle$

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

**Zentralkraft:** in den meisten Fällen ( z.B.  $V_{\text{Coul}} = -\frac{e^2}{4\pi\epsilon_0|\vec{r}^{(1)} - \vec{r}^{(2)}|}$ ,  $V_{\text{Grav}}, \dots$ ) hängt  $V$  nur von  $|\vec{r}|$  ab → Kugelkoord! (s. z.B. §4.3, S.51)

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

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

⇒  $\psi(\vec{r})$  kann als Eigenzustand von  $\hat{L}^2$  und  $\hat{L}_3$  gewählt werden (s. S.32)

⇒  $\psi(\vec{r}) \equiv R(r)Y_{lm}(\theta, \psi)$  “Separationsansatz”

damit erhalten wir die **Radialgleichung**

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

mit **Normierung**  $\int_0^\infty dr r^2 |R(r)|^2 \stackrel{!}{=} 1$  und **Randbedingungen**:

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

→ die Energie-EW sind **entartet**:  $E$  unabhängig von  $m$   
 (da  $m$  in der Radialgleichung nicht vorkommt)  
 $\Rightarrow$  die Energien sind  $(2l + 1)$ -fach "entartet"

→ aus historischen Gründen wählt man die folgende **Notation**:

$$l = 0 \ 1 \ 2 \ 3 \ 4 \ 5 \ \dots$$

$$\Leftrightarrow SPDFGH \dots$$

→ kleine Vereinfachung der obigen Radialgleichung durch Ansatz  $R(r) \equiv \frac{u(r)}{r}$

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

$$\Rightarrow -\frac{\hbar^2}{2\mu} = \frac{\hbar^2 l(l+1)}{2\mu r^2} \frac{u}{r} + V(r) \frac{u}{r} = E \frac{u}{r}$$

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

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

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

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