

### 3. PLENUM: Zitterbewegung & Darwin Term

$$i\hbar \frac{\partial}{\partial t} \psi = \left[ c \vec{\alpha} \cdot \vec{p} + \beta mc^2 \right] \psi \quad \text{mit} \quad \left\{ \begin{array}{l} \beta^2 = 1 \\ \alpha_i \beta + \beta \alpha_i = 0 \\ \alpha_i \alpha_j + \alpha_j \alpha_i = 2\delta_{ij} \\ \text{und } \alpha_i^\dagger = \alpha_i; \beta^\dagger = \beta \end{array} \right. \quad \left. \begin{array}{l} \text{Clifford} \\ \text{Algebra} \end{array} \right.$$

$\downarrow$  vierer Spinor  $\square$        $\hat{H}_D$

a) Positionsoperator:  $\vec{r} = \begin{pmatrix} x \\ y \\ z \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} x_1 \\ x_2 \\ x_3 \end{pmatrix}$  (Schrödinger Darstellung)

$$\vec{r}_H(t) = e^{\frac{i\hat{H}_D t}{\hbar}} \vec{r}_H e^{-\frac{i\hat{H}_D t}{\hbar}} \quad (\rightarrow \text{Heisenberg-Darstellung})$$

$$\Rightarrow i\hbar \frac{\partial}{\partial t} \vec{r}_H(t) = [\vec{r}_H(t), \hat{H}_D]$$

$$i\hbar \frac{\partial}{\partial t} \hat{x}_i(t) = e^{\frac{i\hat{H}_D t}{\hbar}} [\hat{x}_i, \hat{H}_D] e^{-\frac{i\hat{H}_D t}{\hbar}} = e^{\frac{i\hat{H}_D t}{\hbar}} [\hat{x}_i, c\hat{\alpha}_j \hat{p}_j] e^{-\frac{i\hat{H}_D t}{\hbar}}$$

$$= e^{\frac{i\hat{H}_D t}{\hbar}} c\hat{\alpha}_j [\hat{x}_i, \hat{p}_j] e^{-\frac{i\hat{H}_D t}{\hbar}} = i\hbar c \hat{\alpha}_i(t) \Rightarrow \boxed{\frac{d\hat{x}_i}{dt} = c\hat{\alpha}_i(t)} \quad \textcircled{I}$$

b)  $\frac{d\vec{r}_H(t)}{dt} = c\hat{\alpha}_i(t)$  mit  $\hat{\alpha}_i(t) = e^{\frac{i\hat{H}_D t}{\hbar}} \hat{\alpha}_i e^{-\frac{i\hat{H}_D t}{\hbar}}$  II

$$\Rightarrow i\hbar \frac{\partial}{\partial t} [\hat{\alpha}_i(t)] = [\hat{\alpha}_i(t), \hat{H}_D] \quad \rightarrow \text{Heisenberg-Bewegungsgleichung für } \hat{\alpha}$$

$$= e^{\frac{i\hat{H}_D t}{\hbar}} [\hat{\alpha}_i, \hat{H}_D] e^{-\frac{i\hat{H}_D t}{\hbar}} \rightarrow \hat{\alpha}_i \hat{H}_D = -\hat{H}_D \hat{\alpha}_i + \{\hat{H}_D, \hat{\alpha}_i\}$$

$$\hat{\alpha}_i \hat{H}_D - \hat{H}_D \hat{\alpha}_i = -2\hat{H}_D \hat{\alpha}_i + c\hat{p}_j \{\hat{\alpha}_j, \hat{\alpha}_i\}$$

d.h.:  $i\hbar \frac{d}{dt} \hat{\alpha}_i(t) + 2\hat{H}_D \hat{\alpha}_i(t) = 2c\hat{p}_i$   $\rightarrow 2\delta_{ij}$

$$\Rightarrow \frac{d\hat{\alpha}_i(t)}{dt} - \frac{2i}{\hbar} \hat{H}_D \hat{\alpha}_i(t) = -\frac{2ic\hat{p}_i}{\hbar}$$

$\underbrace{\hspace{10em}}_a \quad \underbrace{\hspace{10em}}_g$

Lösung:

$$\hat{\alpha}_i(t) = c\hat{p}_i \hat{H}_D^{-1} + e^{\frac{2i\hat{H}_D t}{\hbar}} [\hat{\alpha}_i(0) - c\hat{p}_i \hat{H}_D^{-1}]$$

Allgemeine Lösung für  $\dot{y} + ay = g$

$$y(t) = e^{-at} \left[ c_1 + \int_0^t g e^{at} dt \right]$$

$$= e^{-at} [y(0) + g a^{-1} (e^{at} - 1)]$$

$$= g a^{-1} + e^{-at} [y(0) - g a^{-1}]$$

$$\frac{d\hat{x}_i(t)}{dt} = c \hat{a}_i(t) = c^2 \hat{p}_i \hat{H}_D^{-1} + c e^{\frac{z_i \hat{H}_D t}{\hbar}} \left[ \hat{a}_i - c \hat{p}_i \hat{H}_D^{-1} \right]$$

$\hat{a}_i(0)$

$$\hat{x}_i(t) = \hat{x}_i(0) + \int_0^t dt' \frac{d\hat{x}_i(t')}{dt'} =$$

$$= \hat{x}_i(0) + [c^2 \hat{p}_i \hat{H}_D^{-1}] t + c \left[ \frac{\hbar}{z_i \hat{H}_D} \right] [\hat{a}_i - c \hat{p}_i \hat{H}_D^{-1}] e^{\frac{z_i \hat{H}_D t}{\hbar}}$$

$p_i$  und  $\hat{H}_D$  sind Bewegungskonstanten des freien Problems

↳  $E$  mit  $|E| = mc^2 + \epsilon$ ;  $\epsilon \ll mc^2$

$$\hat{x}_i(t) = \hat{x}_i(0) + \left( \frac{c^2 p_i}{\hat{H}_D} \right) t + \left( \frac{\hbar c}{\hat{H}_D} \right) \frac{1}{z_i} \left[ \hat{a}_i - c \hat{p}_i \hat{H}_D^{-1} \right] e^{\frac{z_i \hat{H}_D t}{\hbar}}$$

Compton-Länge

Starke Oszillationen

$\frac{c p_i}{E} \approx \frac{c p_i}{mc^2} = \frac{p_i}{m}$  → Klassische Bewegung

→ Typische Länge:  $\lambda_c = \frac{\hbar c}{E} \approx \frac{\hbar}{mc} + o\left(\frac{v}{c}\right)$

→ Typisches Periode:  $\tau = \frac{\hbar}{2E} \approx \frac{\hbar}{2mc^2}$  (III)

c) Wichtige Folge dieser schnellen Oszillationen (⇒ ZITTERBEWEGUNG):

Falls ein Elektron sich in einem externen (und ortsabhängigen) Potential  $V(\vec{r})$  befindet, wird es "effektiv" einem gemittelten Wert des Potentials  $\overline{V(\vec{r})}$  spüren!

Ganz Konkret:

$$V(\vec{r} + d\vec{r}) = V(\vec{r}) + \vec{\nabla} V(\vec{r}) \cdot d\vec{r} + \frac{1}{2} \sum_{i,j} \frac{\partial^2 V(\vec{r})}{\partial x_i \partial x_j} \delta x_i \delta x_j + \dots$$

$$\Rightarrow \overline{V(\vec{r})} = V(\vec{r}) + \langle \overline{V(\vec{r} + d\vec{r}) - V(\vec{r})} \rangle$$

hier: Mittelung über die Länge der Zitterbew. (mit  $\lambda_c = \frac{\hbar}{mc}$ )

$$= V(\vec{r}) + \frac{1}{2} \frac{\partial^2 V(\vec{r})}{\partial x_i \partial x_j} \langle \delta x_i \delta x_j \rangle$$

$$\langle (\delta x_i)^2 \rangle \delta_{ij} = \frac{1}{3} \langle (\delta r)^2 \rangle \delta_{ij} = \frac{1}{3} \lambda_c^2 \delta_{ij}$$

$$= \overline{V(\vec{r})} + \frac{1}{6} \left( \frac{\hbar}{mc} \right)^2 \nabla^2 V \Rightarrow \text{Qualitative Abschätzung des DARWIN TERMS}$$

$$d) \quad i\hbar \frac{\partial}{\partial t} \begin{pmatrix} \tilde{\psi} \\ \tilde{\chi} \end{pmatrix} = c \vec{\sigma} \cdot \vec{\pi} \begin{pmatrix} \tilde{\chi} \\ \tilde{\psi} \end{pmatrix} + V(r) \begin{pmatrix} \tilde{\psi} \\ \tilde{\chi} \end{pmatrix} + mc^2 \begin{pmatrix} \tilde{\psi} \\ -\tilde{\chi} \end{pmatrix}$$

HIER:  $\begin{pmatrix} \tilde{\psi} \\ \tilde{\chi} \end{pmatrix} = e^{iEt} \begin{pmatrix} \psi \\ \chi \end{pmatrix}$  mit  $\begin{cases} E = mc^2 + \epsilon \\ \epsilon \ll mc^2 \end{cases}$  und  $\vec{\pi} = \vec{p} - \frac{q}{c} \vec{A} \rightarrow \vec{p}$

(Wir sind hier nicht an der Kopplung mit einem magnetischen Feld interessiert)

$$\Rightarrow \epsilon \begin{pmatrix} \psi \\ \chi \end{pmatrix} = c \vec{\sigma} \cdot \vec{p} \begin{pmatrix} \chi \\ \psi \end{pmatrix} + V(r) \begin{pmatrix} \psi \\ \chi \end{pmatrix} - 2mc^2 \begin{pmatrix} \psi \\ \chi \end{pmatrix}$$

$$\chi = \frac{c \vec{\sigma} \cdot \vec{p}}{2mc^2 + \epsilon - V(r)} \psi \quad \Rightarrow \quad \epsilon \psi = c^2 \vec{\sigma} \cdot \vec{p} \left[ \frac{\vec{\sigma} \cdot \vec{p}}{2mc^2 + \epsilon - V(r)} \right] \psi + V(r) \psi$$

wie in der VO,  
wo wir aber  $\epsilon - V(r)$   
in Nenner ganz vernachlässigt haben

• Explizit:  $-i\hbar \partial_i$

$$\begin{aligned} \epsilon \psi &= c^2 \sigma_i p_i \left[ \frac{1}{2mc^2 + \epsilon - V(r)} \right] \sigma_j p_j \psi + V(r) \psi \\ &= c^2 \sigma_i \left[ \frac{-i\hbar \partial_i V(r)}{(2mc^2 + \epsilon - V(r))^2} \right] \sigma_j p_j \psi + \frac{c^2}{[2mc^2 + \epsilon - V(r)]} \sigma_i \sigma_j p_i p_j \psi \end{aligned}$$

$$\sigma_i \sigma_j = \delta_{ij} + i \epsilon_{ijk} \sigma_k$$

$$p_i p_i + i \vec{\sigma} \cdot (\vec{p} \times \vec{p})$$

$$\Downarrow p^2$$

da hier es kein  $\vec{A}$  gibt

Erwartungswerte für gebundene Zustände:

$$\frac{-\hbar^2 c^2 \sigma_i \sigma_j}{[2mc^2 + \epsilon - V(r)]^2} \int d\vec{r} \psi^*(\vec{r}) \sigma_i V(r) \sigma_j \psi(\vec{r}) = \frac{-\hbar^2 c^2}{[2mc^2 + \epsilon - V(r)]} \int d\vec{r} \psi^* \sigma_i V \sigma_j \psi$$

$\boxed{i=j}$

Da die gebundenen Zustände entweder GERADE oder UNGERADE Zustände sein werden (für ein Zentralpotential  $V(r)$ ), wird das Integral immer verschwinden wenn  $i \neq j$

$$= - \frac{\hbar^2 c^2}{[2mc^2 + \epsilon - V(r)]^2} \int d\vec{r} \psi^*(\vec{r}) [\Delta V(r)] \psi$$

• Vorfaktor  
 $-\frac{\hbar^2}{4m^2c^2}$

↳ vernachlässigbar zu dieser Ordnung

\* Für das ungestörte Wasserstoffatom kann  $\psi$  reell gewählt werden!

$$\Downarrow$$

$$-\int \Delta [\psi^* \Delta V] \psi = - \left[ \int \Delta \psi^* \Delta V \psi + \int \psi^* \Delta (\Delta V) \psi \right]$$

$$\Rightarrow \int \psi^* \Delta V \Delta \psi + \int \Delta \psi^* \Delta V \psi = - \int \psi^* [\Delta (\Delta V)] \psi$$

$$\Rightarrow \int \psi^* \Delta V \Delta \psi = - \frac{1}{2} \int \psi^* [\Delta (\Delta V)] \psi$$

$$= + \frac{\hbar^2}{8m^2c^2} \Delta (\Delta V(r))$$

$$= \boxed{\frac{\hbar^2}{8m^2c^2} \Delta V(r)} \hat{H}_{\text{Darwin}}$$

Da:  $\Delta \left(\frac{1}{r}\right) = -4\pi \delta(\vec{r})$

• Falls  $\hat{V}(r) = -\frac{Ze^2}{r} \Rightarrow \hat{H}_{\text{Darwin}} = -\frac{Ze^2 \hbar^2 c^2}{8m^2c^2} \Delta \left(\frac{1}{r}\right) = \frac{\pi Ze^2 \hbar^2 c^2}{2m^2c^2} \delta(\vec{r})$

→ Für  $Z=1$

$$E^0(m) = -\frac{Ry}{n^2}$$

$$\Delta E_{\text{Darwin}} = \frac{\hbar^2}{8m^2c^2} 4\pi e^2 |\psi_{n\ell m}(\vec{r}=0)|^2 S_{\ell 0} \begin{cases} 1s \rightarrow \frac{\alpha^4 mc^2}{2} \\ 2s \rightarrow \frac{\alpha^4 mc^2}{16} \end{cases}$$