

3. PLENUM: Zitterbewegung & Darwin Term

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

\downarrow vierer Spinor \square \downarrow vierer Spinor \square

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

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

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

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

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

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

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

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

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

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

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

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

$\dot{y} + ay = g$

$y(t) = e^{-at} \left[c_1 + \int_0^t dt' g e^{at'} \right]$

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

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

$$\frac{d\hat{x}_i(t)}{dt} = c \hat{a}_i(t) = c^2 \hat{p}_i \hat{H}_0^{-1} + c e^{\frac{z_i \hat{H}_0 t}{\hbar}} \left[\hat{a}_i - c \hat{p}_i \hat{H}_0^{-1} \right]$$

$\hat{a}_i(0)$

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

$$= \hat{x}_i(0) + [c \hat{p}_i \hat{H}_0^{-1}] t + c \left[\frac{\hbar}{z_i \hat{H}_0} \right] \left[\hat{a}_i - c \hat{p}_i \hat{H}_0^{-1} \right] e^{\frac{z_i \hat{H}_0 t}{\hbar}}$$

p_i und \hat{H}_0 sind Bewegungskonstanten des freien Problems

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

$$\hat{x}_i(t) = \hat{x}_i(0) + \left(\frac{c^2 p_i}{\hat{H}_0} \right) t + \left(\frac{\hbar c}{\hat{H}_0} \right) \frac{1}{z_i} \left[\hat{a}_i - c \hat{p}_i \hat{H}_0^{-1} \right] e^{\frac{z_i \hat{H}_0 t}{\hbar}}$$

Compton-Länge

Starke Oszillationen

→ 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)

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

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

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

Ganz konkret:

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

$$\Rightarrow \overline{V(\vec{r})} = V(\vec{r}) + \left\langle \frac{1}{2} \sum_{ij} \frac{\partial^2 V(\vec{r})}{\partial x_i \partial x_j} \delta x_i \delta x_j \right\rangle$$

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

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

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

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

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

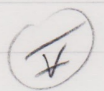
HIER: $\begin{pmatrix} \tilde{\psi} \\ \tilde{\chi} \end{pmatrix} = e^{iEt} \begin{pmatrix} \psi \\ \chi \end{pmatrix}$ mit $\begin{cases} E \approx mc^2 + \epsilon + \dots \\ \epsilon \ll mc^2 \end{cases}$ und $\vec{\pi} = \vec{p} - \frac{q}{c} \vec{A} \rightarrow \vec{p}$
 (Wir sind hier nicht an der Kopplung mit einem magnetischen Feld interessiert)

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

2te Zeile:

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

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



• Explizit: $-i\hbar \partial_i$

$$\epsilon \psi = c^2 \sigma_i p_i \left[\frac{1}{2mc^2 + \epsilon - V(r)} \right] \sigma_j p_j \psi + V(r) \psi$$

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

Kinetische-Energie Beitrag + rel. Korrekturen \Downarrow
 $\frac{c^2 p^2}{[2mc^2 + \epsilon - V(r)]} \psi \approx \left[\frac{p^2}{2m} + \dots \right] \psi$
 $\sigma_i \sigma_j = \delta_{ij} + i \epsilon_{ijk} \sigma_k$

Erwartungswerte für gebundene Zustände:

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

$i=j$

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

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

• Vorfaktor $-\frac{\hbar^2}{4m^2c^2}$
 \hookrightarrow vernachlässigbar zu dieser Ordnung

* Für das ungestörte Wasserstoff-Atom kann ψ reell gewählt werden!

$$- \int 2:[\psi^* 2:V] \psi = - \left[\int 2:\psi^* 2:V \psi + \int \psi^* 2:V \psi \right]$$

$$\Rightarrow \int \psi^* 2:V 2:\psi + \int 2:\psi^* 2:V \psi = - \int \psi^* [2:2:V] \psi$$

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

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

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

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

\rightarrow Für $Z=1$

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

$$\Delta E_{\text{Darwin}} = \frac{\hbar^2}{8m^2c^2} 4\pi e^2 |\psi_{\text{neu}}(\vec{r}=0)|^2 \delta_{l0} \begin{cases} 1s \rightarrow \frac{\alpha^4 mc^2}{2} \\ 2s \rightarrow \frac{\alpha^4 mc^2}{16} \end{cases}$$