

$\hat{H}^{\text{Pauli}} = \hat{H}_0 - \frac{q}{2m_0 c} (\hat{\underline{L}} + \hbar \hat{\underline{S}}) \cdot \underline{B}$

$\hat{H}_0 = \frac{\hat{p}^2}{2m} + q\phi$

- $\hat{\underline{L}}$: Bahndrehimpuls
 - $\hat{\underline{S}}$: Spin
 - $\hat{\underline{L}}$ und $\hat{\underline{S}}$: Entkopplung von

Feld:
 Spin-Bahn-WW!

~~der~~ semi-Klassisches, naives Bild:
 elektr. Feld im Restsystem des Kerns

$$\underline{E} = -\nabla\phi(\underline{r}) = -\nabla\phi(r)$$

$$\underline{B} = 0$$

\Rightarrow Elektron spin $\underline{B}' = \frac{1}{c^2} (\underline{E} \times \underline{v})$
 $= \frac{1}{c^2} \left(-\frac{1}{r} \phi'(r) \underline{n} \right) = \dots = -\frac{1}{r} \phi' \frac{1}{c^2 m_0} \underline{L}$

\Rightarrow Zusatzterm im Hamiltonian:

(bis auf Vorzeichen) $\hat{\underline{S}} \cdot \underline{B}' \sim \hat{\underline{S}} \cdot \underline{L}$!!

George Herleitung der höheren relativistischen Korrekturen

$$\hat{H}_D = c \hat{\underline{\alpha}} \cdot \hat{\underline{p}} + \beta m_0 c^2 + q\phi \quad (\underline{A}=0), \quad i\hbar \frac{\partial}{\partial t} \psi = \hat{H} \psi$$

setze $\psi = \begin{pmatrix} \psi_1 \\ \psi_2 \end{pmatrix} = e^{-\frac{i}{\hbar} m_0 c^2 t} \begin{pmatrix} \tilde{\psi}_1 \\ \tilde{\psi}_2 \end{pmatrix}$

setze ein: $i\hbar \frac{\partial}{\partial t} \begin{pmatrix} \tilde{\psi}_1 \\ \tilde{\psi}_2 \end{pmatrix} = c \begin{pmatrix} (\hat{\underline{\sigma}} \cdot \hat{\underline{p}}) \tilde{\psi}_2 \\ (\hat{\underline{\sigma}} \cdot \hat{\underline{p}}) \tilde{\psi}_1 \end{pmatrix} + q\phi \begin{pmatrix} \tilde{\psi}_1 \\ \tilde{\psi}_2 \end{pmatrix} - m_0 c^2 \begin{pmatrix} \tilde{\psi}_1 \\ \tilde{\psi}_2 \end{pmatrix}$
 bisher alles exakt!

setze $\hat{\psi}_i(\underline{r}, t) = \psi_i(\underline{r}) e^{-iEt/\hbar}$
 $i=1,2$

Separationsansatz
 (E ist zu bestimmen!)

~~EM~~ Einsetzen

$$\Rightarrow 1) E \varphi_1(\underline{r}) = c \hat{\underline{\sigma}} \cdot \hat{\underline{p}} \varphi_2(\underline{r}) + q \phi \varphi_1(\underline{r})$$

$$2) E \varphi_2(\underline{r}) = c \hat{\underline{\sigma}} \cdot \hat{\underline{p}} \varphi_1(\underline{r}) + q \phi \varphi_2(\underline{r}) - 2m_0 c^2 \varphi_2(\underline{r})$$

löse 2) nach $\varphi_2(\underline{r})$ auf

$$\varphi_2(\underline{r}) = \frac{c(\hat{\underline{\sigma}} \cdot \hat{\underline{p}}) \varphi_1(\underline{r})}{(E - q\phi + 2m_0 c^2)}$$

setze ein in 1)

$$\Rightarrow E \varphi_1(\underline{r}) = c(\hat{\underline{\sigma}} \cdot \hat{\underline{p}}) \frac{1}{E - q\phi + 2m_0 c^2} c(\hat{\underline{\sigma}} \cdot \hat{\underline{p}}) \varphi_1(\underline{r}) + q \phi \varphi_1(\underline{r})$$

$$\textcircled{*} \quad E \varphi_1(\underline{r}) = c \frac{\hat{\underline{\sigma}} \cdot \hat{\underline{p}}}{2m_0 c^2} \frac{1}{\left(1 + \frac{E - q\phi}{2m_0 c^2}\right)} c(\hat{\underline{\sigma}} \cdot \hat{\underline{p}}) \varphi_1 + q\phi \varphi_1$$

immer noch alles exakt

Bemerkung:

Für die Herleitung der Pauli-Gleichung hatten wir

$$\frac{E - q\phi}{2m_0 c^2} = 0 \quad \left(\Leftrightarrow \frac{d\vec{p}}{dt} \approx 0 \right. \\ \left. q\phi \approx 0 \right)$$

$$\text{Jetzt:} \quad \frac{E - q\phi}{2m_0 c^2} = \chi \ll 1$$

Taylorentwicklung: (allg.)

$$(1+x)^m = 1 + mx + \frac{m(m-1)}{2!} x^2 + \dots$$

hier $m = -1$

$$\Rightarrow (1+x)^{-1} \approx 1 - x + x^2 - \dots$$

Setze dies in $(*)$ ein und breche nach dem linearen Term ab!

$$\Rightarrow E \varphi \approx \frac{1}{2m_0} (\hat{\underline{G}} \cdot \hat{\underline{p}}) \underbrace{\left(1 - \frac{E - q\phi(r)}{2m_0 c^2} \right)}_{f(r)} (\hat{\underline{G}} \cdot \hat{\underline{p}}) \varphi + q\phi \varphi$$

anpassen:

$$\hat{\underline{p}} \rightarrow \frac{\hbar}{i} \nabla \quad \text{wirkt auf } \varphi \text{ aber auch auf } f(r)$$

Nebenrechnungen

$$(\hat{\underline{G}} \cdot \hat{\underline{p}}) f(r) (\hat{\underline{G}} \cdot \hat{\underline{p}}) = f(r) (\hat{\underline{G}} \cdot \hat{\underline{p}})^2 + \overset{\text{Kommutator}}{[(\hat{\underline{G}} \cdot \hat{\underline{p}}), f(r)] (\hat{\underline{G}} \cdot \hat{\underline{p}})}$$

erster Term:

$$f(r) (\hat{\underline{G}} \cdot \hat{\underline{p}})^2 \varphi = \left(\hat{\underline{p}}^2 \hat{1} + i \hat{\underline{G}} \cdot \underbrace{(\hat{\underline{p}} \times \hat{\underline{p}})}_0 \right) \varphi$$

$$= f(r) \hat{p}^2 \uparrow \psi$$

Kommutator im
zweiten Term

$$\begin{aligned} [\hat{\sigma} \cdot \hat{p}, f(r)] \psi &= \hat{\sigma} \cdot \hat{p} f(r) \psi - f(r) (\hat{\sigma} \cdot \hat{p}) \psi \\ &= \hat{\sigma} \cdot \hat{p} f(r) \psi + \underbrace{f(r) \hat{p} \psi - f(r) (\hat{\sigma} \cdot \hat{p}) \psi}_{\text{Null}} \\ &= \hat{\sigma} (\hat{p} f(r)) \psi \\ &= \frac{\hbar}{i} \hat{\sigma} \cdot \nabla f(r) \psi \end{aligned}$$

Erinnere: $f(r) = 1 - \frac{e^2 \phi(r)}{2m_0 c^2}$ non
abstandsabhängig für
Zentralpotential

$$\Rightarrow \nabla f(r) = f'(r) \frac{\underline{r}}{r} \quad \text{mit} \quad f'(r) = \frac{df}{dr}$$

Wir erhalten also als Zwischenergebnis

$$(*) (\hat{\sigma} \cdot \hat{p}) f(r) (\hat{p} \cdot \hat{p}) = f(r) \hat{p}^2 \uparrow + \frac{\hbar}{i} f'(r) \frac{(\hat{\sigma} \cdot \underline{r})}{r} (\hat{\sigma} \cdot \hat{p})$$

betrachte letzten Term

$$\begin{aligned} (\hat{\sigma} \cdot \underline{r}) (\hat{\sigma} \cdot \hat{p}) &= \underline{r} \cdot \hat{p} \uparrow + i \hat{\sigma} \cdot (\underline{r} \times \hat{p}) \\ &= \uparrow \underline{r} \cdot \frac{\hbar}{i} \nabla + i \hat{\sigma} \cdot (\underline{r} \times \frac{\hbar}{i} \nabla) \end{aligned}$$

Ortsdifferential entspricht der Ortsdifferential des Bahndrehimpulses \underline{L}

→ Gesuchte letzten Term in $(*)$

$$\frac{\hbar}{i} f'(r) \left(\vec{\sigma} \cdot \frac{\vec{r}}{r} \right) (\vec{\sigma} \cdot \vec{p})$$

$$= -\frac{\hbar^2}{r} f'(r) \partial_r + \frac{\hbar}{r} f'(r) \vec{\sigma} \cdot \vec{L}$$

Ende Nebenrechnungen

Setze dies in die Gleichung $(*)$ ein ($E\psi_1 = \dots$)

⇒ Eigenwertgleichung für Elektron im Zentralpotential mit relativistischen Korrekturen in 1. Ordnung

$$E\psi_1 = \underbrace{\hat{V}\psi_1}_{(a)} + \underbrace{\hat{p}^2\psi_1}_{(b)} - \underbrace{\frac{\hbar^2}{4m_0^2 c^2} q\phi'(r) \partial_r \psi_1}_{(c)} + \underbrace{\frac{\hbar}{4m_0^2 c^2} q\phi'(r) \vec{\sigma} \cdot \vec{L} \psi_1}_{(d)}$$

Bemerkungen:

- Im Term (c) "verschwindet" die Spin-Bahn - wie dem $\frac{\hbar}{2} \vec{\sigma} = \hat{S}$ (Pauli-Operatoren)

Wir sehen: Der Spin koppelt linear an den Bahndrehimpuls \vec{L} , wie aus der semi-klass. Betrachtung zu Beginn dieses Unterkapitels erwartet!

Vorteil: Hier haben wir die Spin-Bahn-WK
 systematisch als eine der niedrigst.
 Korrekturen erster Ordnung hergeleitet!

Zu Term (a)

(a) enthält ^{noch} den Term $\frac{E - q\phi}{2m_0 c^2} \hat{p}^2$

Rechte: Durch das Auftreten der Energie E
 wird die Gesamtergleichung zu einem impliziten Gleichung!

Ansatz:

Nähere E durch seinen Ausdruck für das "ungestörte"
 System ohne "Relativität"

$$\hat{H}^0 |\varphi_1^0\rangle = E^0 |\varphi_1^0\rangle$$

mit $\hat{H}^0 = \frac{\hat{p}^2}{2m_0} + q\phi$

Setze dies für E in (*)
 ein!

$$\Rightarrow \frac{E - q\phi}{2m_0 c^2} \hat{p}^2 \approx -\frac{1}{2m_0 c^2} \frac{\hat{p}^2}{2m_0} \hat{p}^2$$

$$= -\frac{\hat{p}^4}{4m_0^2 c^2}$$

Insgesamt wird der Term in (*)

$$\frac{1}{2m_0} \left(1 - \left(\frac{E - q\phi}{2m_0 c^2} \right) \right) \hat{p}^2 \psi$$

$$= \frac{\hat{p}^2 \psi}{2m_0} - \frac{\hat{p}^2 \psi}{8m_0^3 c^2}$$

relativistische Korrektur zu kinet. Energie

Jetzt zu Term (b)

$$-\frac{\hbar^2 q \phi(r)}{4 m_0^2 c^2} \partial_r$$

Formales Problem:
Da die Ableitung nach r durch
"i" aufsteht (anders als beim
Impulsoperator), ist der gesamte
Term nicht hermitisch!

Erinnerung: Hermitizität des Impulsoperators (in einer Dimension)

$$\langle \psi_1 | \hat{p} | \psi_2 \rangle = \int_{-\infty}^{\infty} dx \psi_1^*(x) \frac{\hbar}{i} \frac{\partial \psi_2(x)}{\partial x} = \left[\psi_1^* \psi_2 \frac{\hbar}{i} \right]_{-\infty}^{\infty} - \frac{\hbar}{i} \int_{-\infty}^{\infty} dx \frac{\partial \psi_1^*}{\partial x} \psi_2 = \int_{-\infty}^{\infty} dx (\hat{p} \psi_1)^* \psi_2$$

fällt weg, weil abh. von Randwerten!

$$= \langle \hat{p} \psi_1 | \psi_2 \rangle \text{ hermitisch!}$$

Ausweg: Wir behandeln das Problem mit (b) durch
eine Symmetrisierung.

betrachte:

$$\int_{-\infty}^{\infty} \psi_1^*(r) \phi(r) \partial_r \psi_1(r) \sim \int_{-\infty}^{\infty} dr r^2 \psi_1^*(r) \frac{\partial \phi}{\partial r} \partial_r \psi_1(r)$$

$$\rightarrow \frac{1}{2} \left(\int_{-\infty}^{\infty} dr r^2 \psi_1^*(r) \frac{\partial \phi}{\partial r} \partial_r \psi_1 + \int_{-\infty}^{\infty} dr r^2 (\partial_r \psi_1^*) \partial_r \phi \psi_1 \right)$$

Erstes wird nachgerichtet!

$$= \frac{1}{2} \int_{-\infty}^{\infty} dr r^2 \psi_1^* \frac{\partial \phi}{\partial r} \partial_r \psi_1 + \frac{1}{2} \int_{-\infty}^{\infty} dr (\partial_r \psi_1^*) r^2 \partial_r \phi \psi_1$$

partiell integrieren, Randterme fallen unter Weg

$$= \frac{1}{2} \int_{-\infty}^{\infty} dr \psi_1^* \partial_r (r^2 \partial_r \phi \psi_1) - \frac{1}{2} \int_{-\infty}^{\infty} dr \psi_1^* \partial_r (r^2 \partial_r \phi) \psi_1$$

Produktregel

$$= \frac{1}{2} \int_{-\infty}^{\infty} dr \left(\cancel{r^2 \psi_1^* \frac{\partial \phi}{\partial r} \partial_r \psi_1} - \psi_1^* \partial_r (r^2 \partial_r \phi) \psi_1 - \cancel{\psi_1^* r^2 \partial_r \phi \partial_r \psi_1} \right)$$

$$= -\frac{1}{2} \int_{-\infty}^{\infty} dr \psi_1^* \partial_r (r^2 \partial_r \phi) \psi_1$$

$$= -\frac{1}{2} \int_{-\infty}^{\infty} dr \psi_1^* \underbrace{\frac{r^2}{r^2}}_1 \partial_r (r^2 \partial_r \phi) \psi_1$$

$$\frac{1}{r^2} \partial_r (r^2 \partial_r \phi) = \Delta \phi \text{ in Kugelkoordinaten}$$

$$= -\frac{1}{2} \int_{-\infty}^{\infty} dr r^2 \psi_1^*(r) \Delta \phi(r) \psi_1(r)$$

hermitescl!

Ermittlung: $\phi(r)$ war das durch den Kern erzeugte ~~Galvanische~~ Zentralpotential

Es gilt die Poissongleichung: $\Delta \phi_{\text{Kern}} = -\frac{\rho_{\text{Kern}}}{\epsilon_0}$

⇒ Term (b) insgesamt

$$\frac{-\hbar^2 q \phi'(r)}{4 m_0^2 c^2} \partial_r \psi_1 = \frac{-\hbar^2 q \mathcal{S}_{\text{Klein}}(r)}{8 m_0^2 c^2 \epsilon_0}$$

ii "Darwin-Term"

⇒ Gesamtergebnis unserer Rechnung

Eigenwertgleichung $E \psi_1 = \hat{H} \psi_1$.

mit

$$\hat{H} = \underbrace{\frac{\hat{p}^2}{2m_0} + q\phi_{\text{Klein}}(r)}_{\substack{\hat{H}_0 \\ \text{nicht-relativist.} \\ \text{Anteil}}} - \underbrace{\frac{\hat{p}^4}{8m_0^3 c^2}}_{\hat{H}_{\text{kin}}^{\text{rel}}} - \underbrace{\frac{\hbar^2 q \mathcal{S}_{\text{Klein}}(r)}{8m_0^2 c^2 \epsilon_0}}_{\hat{H}_{\text{rel}}^{\text{Darwin}}} + \underbrace{\frac{q\phi(r)\hbar^2}{4m_0^2 c^2} \frac{\nabla^2}{r}}_{\hat{H}_{\text{rel}}^{\text{SB}}}$$

relativistische Korrekturen zum Pauli-Hamiltonian
— ohne externe Felder

Nachmal zum Interpretation der relativist. Korrekturen

• $\hat{H}_{\text{rel}}^{\text{SB}}$: klar

• $\hat{H}_{\text{rel}}^{\text{kin}} = -\frac{\hat{p}^4}{8m_0^3 c^2}$

Das ist konsistent mit der (Taylor) Entwicklung der relativ. Energie-Impuls-Relation

$$E = \sqrt{m_0^2 c^4 + p^2 c^2} = m_0 c^2 \sqrt{1 + \frac{p^2}{m_0^2 c^2}}$$

$$\approx m_0 c^2 \left(1 + \frac{1}{2} \frac{p^2}{m_0^2 c^2} - \frac{1}{8} \left(\frac{p^2}{m_0^2 c^2} \right)^2 + \dots \right)$$

$$= m_0 c^2 + \frac{p^2}{2m_0} - \frac{1}{8} \frac{p^4}{m_0^3 c^2}$$



Darwin-Term

$$H_{\text{Darwin}} = - \frac{\hbar^2 q \text{Skew}(r)}{8 m_0^2 c^2 \epsilon_0}$$

mit $\text{Skew} \sim \Delta \Phi$

Interpretation

Das Elektron fñhlt in Bewegungszustand eine "Zitterbewegung" aus



→ "Abkasken" des Kompotentials

betrachte kleine Änderungen des Potentials:

$$\phi_{\text{Kern}}(r + \Delta r) = \phi(r) + \Delta r \phi'(r) + \frac{1}{2} \Delta r \Delta r \partial^2 \phi / \partial r^2$$

quantenmechanik

Mittelw. über Schwankungen (setze daher voraus, dass $\langle \Delta r \rangle = 0$)

$$\Rightarrow \langle \phi_{\text{Kern}}(r + \Delta r) \rangle = \langle \phi_{\text{Kern}}(r) \rangle + \underbrace{\langle (\Delta r)^2 \rangle}_{\text{generiert den Darwin-Term}} \Delta \phi(r)$$