

7.3 Nichtrelativistischer Limes [Schwabl 5.3.5.3, 9.1]

Das Ziel ist die Betrachtung des Limes $mc^2 \gg E$, wie beim Klein-Gordon-Feld auf Seite 98 aber diesmal ein wenig systematischer. Dirac-Gleichung im klassischen elektromagnetischen Feld (Seite 102):

$$(i\hbar \not{D} - mc)\Psi = 0 \quad ; \quad \not{D} = \gamma^\mu D_\mu \quad ; \quad D_\mu = \partial_\mu + \frac{iq}{\hbar c} A_\mu$$

Bei den Dirac-Matrizen benutzen wir die "Standard-Darstellung" (Seite 100):

$$\gamma^0 = \begin{pmatrix} \mathbb{1} & 0 \\ 0 & -\mathbb{1} \end{pmatrix} \quad ; \quad \gamma^k = \begin{pmatrix} 0 & \sigma_k \\ -\sigma_k & 0 \end{pmatrix}$$

Der Spinor Ψ sei als

$$\Psi = \begin{pmatrix} \theta \\ \chi \end{pmatrix} \quad \leftarrow \text{zweikomponentige Spinoren}$$

ausgedrückt. Es folgt:

$$\begin{cases} (i\hbar D_0 - mc)\theta + i\hbar \vec{\sigma} \cdot \vec{D} \chi = 0 & (i) \\ -(i\hbar D_0 + mc)\chi - i\hbar \vec{\sigma} \cdot \vec{D} \theta = 0 & (ii) \end{cases}$$

Wir suchen wieder einmal nach einer stationären oder "fast" stationären Lösung, mit Zeitabhängigkeit $\sim \exp(-\frac{iEt}{\hbar})$ mit $E = mc^2 + E'$, $E' \ll mc^2$. Formal kann dieses durch die folgenden Regeln implementiert werden:

$$i\hbar D_0 \sim O(mc) \quad ; \quad i\hbar \vec{\sigma} \cdot \vec{D} \sim O(1) \quad \xrightarrow{!} \quad i\hbar D_0 - mc \sim O\left(\frac{1}{mc}\right)$$

(siehe *)

$$\Rightarrow \chi = - \frac{1}{\underbrace{2mc + i\hbar D_0 - mc}_{\sim O(1)}} i\hbar \vec{\sigma} \cdot \vec{D} \theta = - \frac{i\hbar \vec{\sigma} \cdot \vec{D} \theta}{2mc} + O\left(\frac{1}{(mc)^2}\right)$$

$$\Rightarrow \left\{ i\hbar D_0 - mc + \frac{\hbar^2}{2mc} \vec{\sigma} \cdot \vec{D} \vec{\sigma} \cdot \vec{D} \right\} \theta = 0 \quad (*)$$

Hier:

$$* \quad i\hbar D_0 = \frac{i\hbar}{c} \partial_t - \frac{q}{c} A_0$$

$$* \quad \vec{\sigma} \cdot \vec{D} \vec{\sigma} \cdot \vec{D} = \sigma_{jk} D_j D_k = (\delta_{jk} \mathbb{1} + i \epsilon_{jkm} \sigma_m) D_j D_k \quad ;$$

$$\begin{aligned} \epsilon_{mjk} D_j D_k &= \epsilon_{mjk} \left\{ \underbrace{D_j D_k}_{\text{antisymm.}} + \frac{iq}{\hbar c} \left[\underbrace{(D_j A_k)}_{\text{symm.}} + \underbrace{A_k D_j + A_j D_k}_{\text{symm.}} \right] - \frac{q^2}{\hbar^2 c^2} \underbrace{A_j A_k}_{\text{symm.}} \right\} \\ &= -\frac{iq}{\hbar c} (\nabla \times \vec{A})_m \quad (A_k = -A^k!) \end{aligned}$$

$$\Rightarrow (i\hbar \partial_t - mc^2)\theta \approx \left\{ -\frac{\hbar^2}{2m} \left[\nabla - \frac{iq}{\hbar c} \vec{A} \right]^2 + qA_0 - \frac{q\hbar}{2mc} \vec{\sigma} \cdot \vec{B} \right\} \theta$$

"Pauli-Gleichung"

D.h. die Dirac-Theorie enthält unbedingt Spin ($\vec{S} = \frac{\hbar}{2} \vec{\sigma}$), mit einem "gyromagnetischen Faktor" $g=2$ ($S \hat{H} = -\frac{q\hbar}{2mc} \vec{S} \cdot \vec{B}$; vgl. Aufgabe 5.3).

[Nach Quantisierung des elektromagnetischen Feldes: $g = 2 + \frac{\alpha_{em}}{\pi} + \dots$]

Nächste Ordnung: $(O(\frac{1}{m^2c^2}))$

Definiere $\hat{\chi} := -i\hbar \vec{\sigma} \cdot \vec{D}$; $\hat{\epsilon} := i\hbar D_0 - mc$.

Wir schreiben auch $\Theta := (1 - \frac{\hat{\chi}^2}{8m^2c^2}) \psi$,

mit der Begründung, dass ψ dann „richtig“ normiert ist:

$$\psi \approx (1 + \frac{\hat{\chi}^2}{8m^2c^2}) \Theta ;$$

$$\psi^\dagger \psi \approx \Theta^\dagger (1 + \frac{\hat{\chi}^2}{8m^2c^2}) (1 + \frac{\hat{\chi}^2}{8m^2c^2}) \Theta \approx \Theta^\dagger (1 + \frac{\hat{\chi}^2}{4m^2c^2}) \Theta$$

$$\approx \Theta^\dagger \Theta + (\frac{\hat{\chi} \Theta}{2mc})^\dagger (\frac{\hat{\chi} \Theta}{2mc}) \approx \Theta^\dagger \Theta + \chi^\dagger \chi = \psi^\dagger \psi .$$

Es folgt (Seite 103): $\hat{\epsilon} \Theta \stackrel{(i)}{=} \hat{\chi} \chi \stackrel{(ii)}{=} \hat{\chi} \frac{1}{2mc + \hat{\epsilon}} \hat{\chi} \Theta$

ersetze Θ durch ψ entwickle ersetze Θ durch ψ

$$\Rightarrow \hat{\epsilon} (1 - \frac{\hat{\chi}^2}{8m^2c^2}) \psi \approx \hat{\chi} (\frac{1}{2mc} - \frac{\hat{\epsilon}}{4m^2c^2}) \hat{\chi} (1 - \frac{\hat{\chi}^2}{8m^2c^2}) \psi$$

operiere mit $1 - \frac{\hat{\chi}^2}{8m^2c^2}$ vom links \Rightarrow

$$(1 - \frac{\hat{\chi}^2}{8m^2c^2}) \hat{\epsilon} (1 - \frac{\hat{\chi}^2}{8m^2c^2}) \psi \approx \frac{1}{2mc} (1 - \frac{\hat{\chi}^2}{8m^2c^2}) (\hat{\chi}^2 - \frac{\hat{\chi} \hat{\epsilon} \hat{\chi}}{2mc}) (1 - \frac{\hat{\chi}^2}{8m^2c^2}) \psi$$

Hier entwickeln wir auf beiden Seiten zur relativen Ordnung $O(\frac{1}{m^2c^2})^*$.

Linke Seite: $\hat{\epsilon} \psi - \frac{1}{8m^2c^2} (\hat{\chi}^2 \hat{\epsilon} + \hat{\epsilon} \hat{\chi}^2) \psi$.

Rechte Seite: $\frac{1}{2mc} \{ \hat{\chi}^2 - \frac{\hat{\chi}^4}{8m^2c^2} - \frac{\hat{\chi} \hat{\epsilon} \hat{\chi}}{2mc} - \frac{\hat{\chi}^4}{8m^2c^2} \} \psi$

Setze alle Terme außer $\hat{\epsilon} \psi$ auf der rechten Seite:

$$\hat{\epsilon} \psi = \left\{ \frac{\hat{\chi}^2}{2mc} - \frac{\hat{\chi}^4}{8m^2c^2} + \frac{\hat{\chi}^2 \hat{\epsilon} - 2\hat{\chi} \hat{\epsilon} \hat{\chi} + \hat{\epsilon} \hat{\chi}^2}{8m^2c^2} \right\} \psi$$

die führende Ordnung wie auf Seite 103

$$\hat{\chi} (\hat{\chi} \hat{\epsilon} - \hat{\epsilon} \hat{\chi}) - (\hat{\chi} \hat{\epsilon} - \hat{\epsilon} \hat{\chi}) \hat{\chi} = [\hat{\chi}, [\hat{\chi}, \hat{\epsilon}]]$$

relativistische Korrektur:

$$\frac{E}{c} = \sqrt{m^2c^2 + p^2}$$

$$= mc \left(1 + \frac{1}{2} \frac{p^2}{m^2c^2} - \frac{1}{8} \frac{p^4}{m^4c^4} + \dots \right)$$

* Wie auf Seite 103: $\hat{\chi} \sim O(1)$, $\hat{\epsilon} \sim O(\frac{1}{mc})$.

Explizit:
$$[\hat{\mathcal{H}}, \hat{\mathbf{E}}] = [-i\hbar \vec{\alpha} \cdot \vec{\nabla}, i\hbar D_0 - mc] = \hbar^2 \sum_k \alpha_k \left[\partial_k - \frac{iq}{\hbar c} A^k, \partial_0 + \frac{iq}{\hbar c} A_0 \right]$$

$$= \hbar^2 \sum_k \alpha_k \frac{iq}{\hbar c} (\partial_k A_0 + \partial_0 A^k) = -\frac{iq\hbar}{c} \sum_k \alpha_k \underbrace{(-\partial_k A_0 - \frac{1}{c} \partial_t A^k)}_{E_k !}$$

$$= -\frac{iq\hbar}{c} \vec{\alpha} \cdot \vec{E}$$

$$[\hat{\mathcal{H}}, [\hat{\mathcal{H}}, \hat{\mathbf{E}}]] = -\frac{\hbar^2 q}{c} \sum_{k,l} \left[\alpha_k (\partial_k - \frac{iq}{\hbar c} A^k), \alpha_l E_l \right]$$

benutze:
$$[\hat{A}\hat{B}, \hat{C}\hat{D}] = \hat{C} [\hat{A}\hat{B}, \hat{D}] + [\hat{A}\hat{B}, \hat{C}] \hat{D}$$

$$= \hat{C} \hat{A} [\hat{B}, \hat{D}] + \hat{C} [\hat{A}, \hat{D}] \hat{B} + \hat{A} [\hat{B}, \hat{C}] \hat{D} + [\hat{A}, \hat{C}] \hat{B} \hat{D}$$

$$\hookrightarrow \alpha_l \alpha_k (\partial_k E_l) + 0 + 0 + [\alpha_k, \alpha_l] D_k E_l$$

$$= (\delta_{kl} \mathbb{1} + i \epsilon_{klm} \alpha_m) (\partial_k E_l) + 2i \epsilon_{klm} \alpha_m D_k E_l$$

$$= -\frac{\hbar^2 q}{c} \left\{ \nabla \cdot \vec{E} + i \vec{\alpha} \cdot \nabla \times \vec{E} + 2i \vec{\alpha} \cdot \vec{\nabla} \times \vec{E} \right\}$$

$$\hat{\mathcal{H}}^2 = -\hbar^2 \vec{\alpha} \cdot \vec{\nabla} \vec{\alpha} \cdot \vec{\nabla} = -\hbar^2 \left\{ \vec{\nabla}^2 + \frac{q}{\hbar c} \vec{\alpha} \cdot \vec{B} \right\}$$

Seite 103

Wenn wir insbesondere das Coulomb-Problem betrachten, d.h. $\vec{A} = \vec{0}, A_0 = \frac{Ze}{r}$, dann ist

$$\left\{ \begin{array}{l} \vec{E} = -\nabla A_0 = -\partial_r A_0 \cdot \vec{e}_r \\ \nabla \cdot \vec{E} = -\nabla^2 A_0 \\ \nabla \times \vec{E} = \vec{0} \\ \vec{B} = \vec{0} \\ \vec{D} = \vec{\nabla} \end{array} \right.,$$

und wir erhalten die Gleichung

$$(i\hbar \partial_t - mc^2) \varphi = \left\{ -\frac{\hbar^2 \nabla^2}{2m} + q A_0 - \frac{\hbar^4 \nabla^4}{8m^3 c^2} + \underbrace{\frac{\hbar^2 q}{8m^2 c^2} \nabla^2 A_0}_{Z_e (-4\pi e \delta^{(1)}(\vec{r}))} + \underbrace{\frac{\hbar^2 q}{4m^2 c^2} i \vec{\alpha} \cdot \vec{\nabla} \times \left(\partial_r A_0 \frac{\vec{r}}{r} \right)}_{-\vec{\alpha} \cdot \left(\frac{\partial_r A_0}{r} \right) \vec{r} \times \vec{\nabla}} \right\} \varphi$$

↑
↑
↑

"relativistische kinetische Energie"
"Darwin-Term"
"Spin-Bahn-Kopplung"

Insgesamt: "Feinstruktur" des Spektrums
(vgl. Schwabl 9.2; Münster 17.1,3)

(Allerdings kann die Dirac-Gleichung mit Coulomb-Potential auch exakt gelöst werden; vgl. z.B. Schwabl 8.2.)

