

31 Równanie Diraka

31.1 Równanie Kleina-Gordona dla cząstki swobodnej

Równanie Schrödingera jest w rzeczywistości operatorowym zapisem klasycznego związku

$$E = \frac{\vec{p}^2}{2m} \quad (31.1)$$

gdzie pęd i energię zastępujemy operatorami

$$\vec{p} \rightarrow -i\hbar\vec{\nabla}, \quad E \rightarrow i\hbar\frac{\partial}{\partial t}. \quad (31.2)$$

Najprostsze uogólnienie tej procedury na przypadek relatywistyczny, polega na użyciu (31.2) we wzorze relatywistycznym

$$E^2 = c^2\vec{p}^2 + m^2c^4, \quad (31.3)$$

co daje równanie zwane dziś równaniem Kleina-Gordona

$$-\hbar^2\frac{\partial^2}{\partial t^2}\varphi = \left(-\hbar^2c^2\vec{\nabla}^2 + m^2c^4\right)\varphi. \quad (31.4)$$

Równanie to dopuszcza rozwiązania w postaci fali płaskiej

$$\varphi = e^{i(\vec{k}\cdot\vec{r}-\omega t)} \quad (31.5)$$

gdzie

$$E = \hbar\omega = \pm\sqrt{\hbar^2c^2k^2 + m^2c^4} \quad (31.6)$$

Jak widać pojawiają się rozwiązania o ujemnej energii, których interpretacja nie jest jasna (antycząstki).

Wyprowadźmy teraz równanie ciągłości (poprzez analogię do równania Schrödingera). W przypadku nierelatywistycznym mieliśmy

$$\frac{\partial}{\partial t}P(\vec{r}, t) + \vec{\nabla} \cdot \vec{S} = 0 \quad (31.7)$$

gdzie

$$P = \psi^*\psi, \quad \vec{S} = -\frac{i\hbar}{2m} \left(\psi^*\vec{\nabla}\psi - \psi\vec{\nabla}\psi^*\right) \quad (31.8)$$

Odejmijmy stronami równania

$$\begin{aligned} -\hbar^2\varphi^*\frac{\partial^2}{\partial t^2}\varphi &= \varphi^*\left(-\hbar^2c^2\vec{\nabla}^2 + m^2c^4\right)\varphi \\ -\hbar^2\varphi\frac{\partial^2}{\partial t^2}\varphi^* &= \varphi\left(-\hbar^2c^2\vec{\nabla}^2 + m^2c^4\right)\varphi^* \end{aligned} \quad (31.9)$$

$$\left[\varphi^* \frac{\partial^2}{\partial t^2} \varphi - \varphi \frac{\partial^2}{\partial t^2} \varphi^* \right] = c^2 \left[\varphi^* \vec{\nabla}^2 \varphi - \varphi \vec{\nabla}^2 \varphi^* \right]. \quad (31.10)$$

Przepisując te równania jako

$$\frac{\partial}{\partial t} \left[\varphi^* \frac{\partial}{\partial t} \varphi - \varphi \frac{\partial}{\partial t} \varphi^* \right] = c^2 \vec{\nabla} \left[\varphi^* \vec{\nabla} \varphi - \varphi \vec{\nabla} \varphi^* \right] \quad (31.11)$$

widzimy, że gęstość prądu jest identyczna jak w przypadku nierelatywistycznym

$$\vec{S} = -\frac{i\hbar}{2m} \left[\varphi^* \vec{\nabla} \varphi - \varphi \vec{\nabla} \varphi^* \right] \quad (31.12)$$

natomiast odpowiednik gęstości prawdopodobieństwa jest wówczas dany jako

$$P = \frac{i\hbar}{2mc^2} \left[\varphi^* \frac{\partial}{\partial t} \varphi - \varphi \frac{\partial}{\partial t} \varphi^* \right]. \quad (31.13)$$

Tak zdefiniowane P nie jest dodatnio określone, nie można go więc zinterpretować jako gęstości prawdopodobieństwa (po pomnożeniu przez e możnaby jako gęstość ładunku). Jest to związane z tym, że równanie (31.4) jest drugiego rzędu w pochodnych po czasie.

31.2 Równanie Diraka dla cząstki swobodnej

Dirac zaproponował użycie związku liniowego, kosztem wprowadzenia niekomutujących, bezwymiarowych obiektów $\vec{\alpha}$ i β (macierze):

$$i\hbar \frac{\partial}{\partial t} \psi = (c\vec{\alpha} \cdot \vec{p} + \beta mc^2) \psi. \quad (31.14)$$

Podnosząc (operatorowo) równanie (31.14) do kwadratu powinniśmy dostać równanie (31.4):

$$-\hbar^2 \frac{\partial^2}{\partial t^2} \psi = (c\vec{\alpha} \cdot \vec{p} + \beta mc^2) (c\vec{\alpha} \cdot \vec{p} + \beta mc^2) \psi. \quad (31.15)$$

Rozpiszmy prawą stronę

$$\begin{aligned} & c^2 \alpha_i \alpha_j p_i p_j + mc^3 (\alpha_i \beta + \beta \alpha_j) + m^2 c^4 \beta^2 \\ & = c^2 \frac{1}{2} (\alpha_i \alpha_j + \alpha_j \alpha_i) p_i p_j + mc^3 (\alpha_i \beta + \beta \alpha_j) + m^2 c^4 \beta^2. \end{aligned} \quad (31.16)$$

gdzie skorzystaliśmy z faktu, że operator $p_i p_j$ jest symetryczny w indeksach ij . Porównując z (31.4) lub z (31.3) mamy

$$\begin{aligned} (\alpha_i \alpha_j + \alpha_j \alpha_i) &= 2\delta_{ij}, \\ (\alpha_i \beta + \beta \alpha_j) &= 0, \\ \beta^2 &= 1. \end{aligned} \quad (31.17)$$

Znalezienie rozwiązań równań (31.17) dyskutowane jest w literaturze, tu podamy jedynie ostateczne rozwiązanie. Okazuje się, że najniższy możliwy wymiar macierzy α_i i β jest 4 i mają one postać

$$\alpha_i = \begin{bmatrix} 0 & \sigma_i \\ \sigma_i & 0 \end{bmatrix}, \beta = \begin{bmatrix} 1 & 0 \\ 0 & -1 \end{bmatrix} \quad (31.18)$$

gdzie σ_i są macierzami Pauliego:

$$\sigma_1 = \begin{bmatrix} 0 & 1 \\ 1 & 0 \end{bmatrix}, \sigma_2 = \begin{bmatrix} 0 & -i \\ i & 0 \end{bmatrix}, \sigma_3 = \begin{bmatrix} 1 & 0 \\ 0 & -1 \end{bmatrix}. \quad (31.19)$$

Sprawdźmy

$$\begin{aligned} (\alpha_i \alpha_j + \alpha_j \alpha_i) &= \begin{bmatrix} 0 & \sigma_i \\ \sigma_i & 0 \end{bmatrix} \begin{bmatrix} 0 & \sigma_j \\ \sigma_j & 0 \end{bmatrix} + \begin{bmatrix} 0 & \sigma_j \\ \sigma_j & 0 \end{bmatrix} \begin{bmatrix} 0 & \sigma_i \\ \sigma_i & 0 \end{bmatrix} \\ &= \begin{bmatrix} \sigma_i \sigma_j + \sigma_j \sigma_i & 0 \\ 0 & \sigma_i \sigma_j + \sigma_j \sigma_i \end{bmatrix} \end{aligned} \quad (31.20)$$

Pamiętając, że

$$\sigma_i \sigma_j = \delta_{ij} + i \varepsilon_{ijk} \sigma_k \quad (31.21)$$

dostajemy pierwszą z równości (31.17). Z kolei

$$\begin{aligned} (\alpha_i \beta + \beta \alpha_j) &= \begin{bmatrix} 0 & \sigma_i \\ \sigma_i & 0 \end{bmatrix} \begin{bmatrix} 1 & 0 \\ 0 & -1 \end{bmatrix} + \begin{bmatrix} 1 & 0 \\ 0 & -1 \end{bmatrix} \begin{bmatrix} 0 & \sigma_i \\ \sigma_i & 0 \end{bmatrix} \\ &= \begin{bmatrix} 0 & -\sigma_i \\ \sigma_i & 0 \end{bmatrix} + \begin{bmatrix} 0 & \sigma_i \\ -\sigma_i & 0 \end{bmatrix} = 0. \end{aligned} \quad (31.22)$$

Wreszcie

$$\beta^2 = \begin{bmatrix} 1 & 0 \\ 0 & -1 \end{bmatrix} \begin{bmatrix} 1 & 0 \\ 0 & -1 \end{bmatrix} = 1. \quad (31.23)$$

Oczywiście wybór (31.18) nie jest jednoznaczny. Macierze unitarne równoważne

$$\alpha'_i = U^\dagger \alpha_i U, \beta' = U^\dagger \beta U \quad (31.24)$$

także spełniają związki (31.17). Reprezentację macierzy α_i i β daną wzorami (31.18) nazywamy reprezentacją Bjorkena.

Mamy zatem równanie liniowe w pochodnej czasowej, ale funkcja falowa jest czterowymiarowym spinorem. Rozwiązanie swobodnego równania Diraka zapisujemy w postaci fali płaskiej

$$\psi(t, \vec{r}) = e^{i(\vec{p} \cdot \vec{r} - Et)/\hbar} u \quad (31.25)$$

gdzie u jest czterowymiarowym (wektorem) spinorem

$$u = \begin{bmatrix} u_1 \\ u_2 \\ u_3 \\ u_4 \end{bmatrix}. \quad (31.26)$$

Po podstawieni fali płaskiej mamy równanie na u (kładąc $c = 1$)

$$\begin{bmatrix} E - m & 0 & -p_z & -(p_x - ip_y) \\ 0 & E - m & -(p_x + ip_y) & p_z \\ -p_z & -(p_x - ip_y) & E + m & 0 \\ -(p_x + ip_y) & p_z & 0 & E + m \end{bmatrix} \begin{bmatrix} u_1 \\ u_2 \\ u_3 \\ u_4 \end{bmatrix} = 0. \quad (31.27)$$

Warunkiem istnienia rozwiązań jest znikanie wyznacznika, który jest równy

$$(E^2 - \vec{p}^2 - m^2)^2 = 0. \quad (31.28)$$

Czyli mamy

$$E_{\pm} = \pm \sqrt{\vec{p}^2 + m^2}. \quad (31.29)$$

Dla dodatniego pierwiastka istnieją dwa liniowo niezależne rozwiązania, które przyjmuje się w postaci

$$u^{(1)} = \begin{bmatrix} 1 \\ 0 \\ \frac{p_z}{E_+ + m} \\ \frac{p_x + ip_y}{E_+ + m} \end{bmatrix}, \quad u^{(2)} = \begin{bmatrix} 0 \\ 1 \\ \frac{p_x - ip_y}{E_+ + m} \\ -\frac{p_z}{E_+ + m} \end{bmatrix}. \quad (31.30)$$

Dla ujemnej energii mamy

$$u^{(3)} = \begin{bmatrix} \frac{p_z}{E_- - m} \\ \frac{p_x + ip_y}{E_- - m} \\ 1 \\ 0 \end{bmatrix}, \quad u^{(4)} = \begin{bmatrix} \frac{p_x - ip_y}{E_- - m} \\ -\frac{p_z}{E_- - m} \\ 0 \\ 1 \end{bmatrix}. \quad (31.31)$$

Sprawdźmy pierwsze rozwiązanie

$$\begin{bmatrix} E - m & 0 & -p_z & -(p_x - ip_y) \\ 0 & E - m & -(p_x + ip_y) & p_z \\ -p_z & -(p_x - ip_y) & E + m & 0 \\ -(p_x + ip_y) & p_z & 0 & E + m \end{bmatrix} \begin{bmatrix} 1 \\ 0 \\ \frac{p_z}{E_+ + m} \\ \frac{p_x + ip_y}{E_+ + m} \end{bmatrix}.$$

Po kolei:

$$\begin{aligned} E_+ - m - \frac{-p_z^2 - p_x^2 - p_y^2}{E_+ + m} &= \frac{1}{E_+ + m} (E_+^2 - m^2 - \vec{p}^2) = 0 \\ -\frac{p_z}{E_+ + m} (p_x + ip_y) + p_z \frac{p_x + ip_y}{E_+ + m} &= 0, \\ -p_z + (E_+ + m) \frac{p_z}{E_+ + m} &= 0, \\ -(p_x + ip_y) + (E_+ + m) \frac{p_x + ip_y}{E_+ + m} &= 0. \end{aligned}$$

Dla pozostałych rozwiązań rachunki przebiegają podobnie. Pouczające jest sprawdzić warunek ortogonalności między rozwiązaniami o dodatniej i ujemnej energii. Na przykład

$$\begin{aligned}
 u^{(3)\dagger}u^{(1)} &= \begin{bmatrix} \frac{p_z}{E_- - m} & \frac{p_x - ip_y}{E_- - m} & 1 & 0 \end{bmatrix} \begin{bmatrix} 0 \\ 1 \\ \frac{p_x - ip_y}{E_+ + m} \\ -\frac{p_z}{E_+ + m} \end{bmatrix} \\
 &= \frac{p_x - ip_y}{E_- - m} + \frac{p_x - ip_y}{E_+ + m} = 0.
 \end{aligned} \tag{31.32}$$

Otrzymaliśmy zero gdyż $E_- = -E_+$.

Rozwiązania (31.30) i (31.31) można unormować

$$u^{(i)} \rightarrow \frac{1}{\sqrt{1 + \vec{p}^2/(E_+ + m)^2}}. \tag{31.33}$$

Łatwo przekonać się, że równanie ciągłości jest spełnione i że mamy

$$P = \psi^\dagger \psi, \quad \vec{S} = c\psi^\dagger \vec{\alpha} \psi. \tag{31.34}$$

Aby do końca zrozumieć znaczenie fizyczne rozwiązań (31.30) i (31.31) zdefiniujmy operator spinu

$$\vec{\Sigma} = \frac{\hbar}{2} \begin{bmatrix} \vec{\sigma} & 0 \\ 0 & \vec{\sigma} \end{bmatrix}. \tag{31.35}$$

Działając tym operatorem na rozwiązania "w spoczynku": $\vec{p} = 0$ otrzymujemy, że $u^{(1,3)}$ odpowiadają rozwiązaniom o $s_3 = +\hbar/2$ a rozwiązania $u^{(2,4)}$ mają $s_3 = -\hbar/2$. Pojawienie się spinu jest konsekwencją niezmienniczości relatywistycznej.

Antycząstki, teoria dziur.

31.3 Oddziaływanie z polem elektromagnetycznym

Oddziaływanie z zewnętrznym polem elektromagnetycznym wprowadzamy stosując *zasadę minimalnego sprzężenia*

$$\begin{aligned}
 c\vec{p} &\rightarrow c\vec{p} - q\vec{A}, \\
 E &\rightarrow E - qV.
 \end{aligned} \tag{31.36}$$

Równanie Diraka przyjmuje wówczas postać:

$$\left((E - qV) - \vec{\alpha} \cdot (c\vec{p} - q\vec{A}) - \beta mc^2 \right) \psi = 0. \tag{31.37}$$

Mnożąc równanie (31.37) przez

$$\left((E - qV) + \vec{\alpha} \cdot (c\vec{p} - q\vec{A}) + \beta mc^2 \right)$$

dostajemy

$$\begin{aligned} D^2 &= \left((E - qV) + \vec{\alpha} \cdot (c\vec{p} - q\vec{A}) + \beta mc^2 \right) \left((E - qV) - \vec{\alpha} \cdot (c\vec{p} - q\vec{A}) - \beta mc^2 \right) \\ &= (E - qV)^2 - m^2 c^4 - \left(\vec{\alpha} \cdot (c\vec{p} - q\vec{A}) \right)^2 \\ &\quad - (E - qV) \vec{\alpha} \cdot (c\vec{p} - q\vec{A}) + \vec{\alpha} \cdot (c\vec{p} - q\vec{A}) (E - qV). \end{aligned}$$

Zauważmy, że człony $\vec{\alpha} \cdot (c\vec{p} - q\vec{A})\beta mc^2$ oraz $(E - qV)\beta mc^2$ kasują się.

Wyliczmy drugi człon postaci

$$\vec{\alpha} \cdot \vec{a} \vec{\alpha} \cdot \vec{b}.$$

Ponieważ

$$\alpha_i \alpha_j = \frac{1}{2} \{ \alpha_i, \alpha_j \} + \frac{1}{2} [\alpha_i, \alpha_j] = \delta_{ij} + i \varepsilon_{ijk} \Sigma_k. \quad (31.38)$$

Stąd

$$\vec{\alpha} \cdot \vec{a} \vec{\alpha} \cdot \vec{b} = \vec{a} \cdot \vec{b} + i \left(\vec{a} \times \vec{b} \right) \cdot \vec{\Sigma}. \quad (31.39)$$

Mamy więc

$$\left(\vec{\alpha} \cdot (c\vec{p} - q\vec{A}) \right)^2 = (c\vec{p} - q\vec{A})^2 + (c\vec{p} - q\vec{A}) \times (c\vec{p} - q\vec{A}) \cdot \vec{\Sigma}. \quad (31.40)$$

Drugi człon nie znika

$$(c\vec{p} - q\vec{A}) \times (c\vec{p} - q\vec{A}) = -qc \left(\vec{A} \times \vec{p} + \vec{p} \times \vec{A} \right) = i\hbar qc \left(\vec{\nabla} \times \vec{A} \right) = i\hbar qc \vec{B}, \quad (31.41)$$

gdzie \vec{B} jest polem magnetycznym. Stąd

$$- \left(\vec{\alpha} \cdot (c\vec{p} - q\vec{A}) \right)^2 = -(c\vec{p} - q\vec{A})^2 + \hbar qc \vec{B} \cdot \vec{\Sigma}. \quad (31.42)$$

Z kolei

$$\begin{aligned} &- (E - qV) \vec{\alpha} \cdot (c\vec{p} - q\vec{A}) + \vec{\alpha} \cdot (c\vec{p} - q\vec{A}) (E - qV) \\ &= q \vec{\alpha} \cdot \left(E\vec{A} - \vec{A}E \right) + qc \vec{\alpha} \cdot (V\vec{p} - \vec{p}V) \\ &= iq\hbar c \vec{\alpha} \cdot \left(\frac{1}{c} \frac{\partial \vec{A}}{\partial t} + \vec{\nabla} V \right) = -iq\hbar c \vec{\alpha} \cdot \vec{E}, \end{aligned} \quad (31.43)$$

gdzie wektor \vec{E} (w odróżnieniu od energii E) oznacza pole elektryczne:

$$\vec{E} = -\frac{1}{c} \frac{\partial \vec{A}}{\partial t} - \vec{\nabla} V.$$

Wreszcie dokonamy przybliżenia nierelatywistycznego definiując energię *nierelatywistyczną* E'

$$E = E' + mc^2, \quad (31.44)$$

gdzie człon mc^2 uważamy za duży. Wówczas

$$\begin{aligned}(E - qV)^2 - m^2c^4 &= (E' + mc^2 - qV)^2 - m^2c^4 \\ &= (E' - qV)^2 + 2mc^2(E' - qV).\end{aligned}\quad (31.45)$$

Zaniedbując pierwszy człon, mamy

$$D^2 = 2mc^2(E' - qV) - (c\vec{p} - q\vec{A})^2 + \hbar qc \vec{B} \cdot \vec{\Sigma} - iq\hbar c \vec{\alpha} \cdot \vec{E} \quad (31.46)$$

i w konsekwencji równanie Diraka możemy zapisać jako

$$\left(\frac{1}{2mc} (\vec{p} - \frac{q}{c} \vec{A})^2 + qV - \frac{\hbar q}{2mc} \vec{B} \cdot \vec{\Sigma} + \frac{iq\hbar}{2mc} \vec{\alpha} \cdot \vec{E} \right) \psi = E' \psi. \quad (31.47)$$

Pierwsze dwa człony w równaniu (31.47) odpowiadają hamiltonianowi cząstki bezspinowej w polu elektromagnetycznym (V, \vec{A}) . Drugi człon (dla $q = -e$) ma postać

$$-\frac{\hbar q}{2mc} \vec{B} \cdot \vec{\Sigma} = 2 \frac{e\hbar}{2mc} \frac{1}{\hbar} \vec{S} \cdot \vec{B} = g_s \mu_B \frac{1}{\hbar} \vec{S} \cdot \vec{B}, \quad (31.48)$$

gdzie operator spinu ma postać

$$\vec{S} = \frac{\hbar}{2} \vec{\Sigma}.$$

Hamiltonian (31.48) pokrywa się z wcześniej wprowadzonym hamiltonianem Pauliego, z tym że otrzymaliśmy wynik

$$g_s = 2. \quad (31.49)$$

Ostatni człon $\vec{\alpha} \cdot \vec{E}$ zawiera tylko elementy pozadiagonalne, a więc miesza górne składowe bispinora Diraka z dolnymi, które są małe, rzędu (v/c) i możemy je zaniedbać.

Systematyczne rozwinięcie równania Diraka w potęgę (v/c) nosi nazwę transformacji Foldy-Wouthuyusen'a i wykracza poza zakres tego wykładu.

31.4 Kowariantna postać równania Diraka

Wyprowadziliśmy

$$\left(i\hbar \frac{\partial}{\partial t} - c \vec{\alpha} \cdot \vec{p} - \beta mc^2 \right) \psi = 0,$$

gdzie

$$\alpha_i = \begin{bmatrix} 0 & \sigma_i \\ \sigma_i & 0 \end{bmatrix}, \quad \beta = \begin{bmatrix} 1 & 0 \\ 0 & -1 \end{bmatrix}. \quad (31.50)$$

Mnożąc stronami przez β otrzymujemy

$$\left(i\hbar \gamma^0 \frac{\partial}{\partial t} - c \vec{\gamma} \cdot \vec{p} - mc^2 \right) \psi = 0, \quad (31.51)$$

gdzie

$$\gamma^0 = \beta, \quad \gamma^i = \beta\alpha_i = \begin{bmatrix} 0 & \sigma_i \\ -\sigma_i & 0 \end{bmatrix}.$$

Równanie to możemy więc zapisać w jednostkach naturalnych $c = \hbar = 1$ w formie

$$(\gamma^\mu p_\mu - m) \psi = 0, \quad (31.52)$$

gdzie

$$p^\mu = (p^0 = i\partial_t, \vec{p} = -i\vec{\nabla})$$

Warto pamiętać, że dla tensora metrycznego

$$g_{\mu\nu} = (1, -1, -1, -1) \quad (31.53)$$

mamy

$$\not{p} = \gamma^\mu p_\mu = \gamma^\mu g_{\mu\nu} p^\nu = \gamma^0 p^0 - \gamma^i p^i.$$