

30 Równanie Diraka

30.1 Równanie Kleina-Gordona dla cząstki swobodnej

Równanie Schrödingera jest w rzeczywistości operatorowym zapisem klasycznego związku

$$E = \frac{\vec{p}^2}{2m} \quad (30.1)$$

gdzie pęd i energię zastępujemy operatorami

$$\vec{p} \rightarrow -i\hbar\vec{\nabla}, \quad E \rightarrow i\hbar\frac{\partial}{\partial t}. \quad (30.2)$$

Najprostsze uogólnienie tej procedury na przypadek relatywistyczny, polega na użyciu (30.2) we wzorze relatywistycznym

$$E^2 = c^2\vec{p}^2 + m^2c^4, \quad (30.3)$$

co daje równanie zwane dziś równaniem Kleina-Gordona

$$-\hbar^2\frac{\partial^2}{\partial t^2}\varphi = \left(-\hbar^2c^2\vec{\nabla}^2 + m^2c^4\right)\varphi. \quad (30.4)$$

Równanie to dopuszcza rozwiązania w postaci fali płaskiej

$$\varphi = e^{i(\vec{k}\cdot\vec{r}-\omega t)} \quad (30.5)$$

gdzie

$$E = \hbar\omega = \pm\sqrt{\hbar^2c^2k^2 + m^2c^4} \quad (30.6)$$

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

$$\frac{\partial}{\partial t}P(\vec{r}, t) + \vec{\nabla} \cdot \vec{S} = 0 \quad (30.7)$$

gdzie

$$P = \psi^*\psi, \quad \vec{S} = -\frac{i\hbar}{2m} \left(\psi^*\vec{\nabla}\psi - \psi\vec{\nabla}\psi^*\right) \quad (30.8)$$

Odejmijmy stronami równania

$$\begin{aligned} -\hbar^2\varphi^*\frac{\partial^2}{\partial t^2}\varphi &= \varphi^*\left(-\hbar^2c^2\vec{\nabla}^2 + m^2c^4\right)\varphi \\ -\hbar^2\varphi\frac{\partial^2}{\partial t^2}\varphi^* &= \varphi\left(-\hbar^2c^2\vec{\nabla}^2 + m^2c^4\right)\varphi^* \end{aligned} \quad (30.9)$$

$$\left[\varphi^* \frac{\partial^2}{\partial t^2} \varphi - \varphi \frac{\partial^2}{\partial t^2} \varphi^* \right] = c^2 \left[\varphi^* \vec{\nabla}^2 \varphi - \varphi \vec{\nabla}^2 \varphi^* \right]. \quad (30.10)$$

Przepisując te równania jako

$$\frac{\partial}{\partial t} \left[\varphi^* \frac{\partial}{\partial t} \varphi - \varphi \frac{\partial}{\partial t} \varphi^* \right] = c^2 \vec{\nabla} \left[\varphi^* \vec{\nabla} \varphi - \varphi \vec{\nabla} \varphi^* \right] \quad (30.11)$$

widzimy, że gęstość prądu jest identyczna jak w przypadku nierelatywistycznym

$$\vec{S} = -\frac{i\hbar}{2m} \left[\varphi^* \vec{\nabla} \varphi - \varphi \vec{\nabla} \varphi^* \right] \quad (30.12)$$

natomiast odpowiednik gęstości prawdopodobieństwa jest wówczas dany jako

$$P = \frac{i\hbar}{2mc^2} \left[\varphi^* \frac{\partial}{\partial t} \varphi - \varphi \frac{\partial}{\partial t} \varphi^* \right]. \quad (30.13)$$

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 (30.4) jest drugiego rzędu w pochodnych po czasie.

30.2 Równanie Diraka dla cząstki swobodnej

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

$$i\hbar \frac{\partial}{\partial t} \psi = (c\vec{\alpha} \cdot \vec{p} + \beta mc^2) \psi. \quad (30.14)$$

Podnosząc (operatorowo) równanie (30.14) do kwadratu powinniśmy dostać równanie (30.4):

$$-\hbar^2 \frac{\partial^2}{\partial t^2} \psi = (c\vec{\alpha} \cdot \vec{p} + \beta mc^2) (c\vec{\alpha} \cdot \vec{p} + \beta mc^2) \psi. \quad (30.15)$$

Rozpiszmy prawą stronę

$$\begin{aligned} & c^2 \alpha_i \alpha_j p_i p_j + mc^3 (\alpha_i \beta + \beta \alpha_j) + m^2 c^4 \beta^2 \\ &= c^2 \frac{1}{2} (\alpha_i \alpha_j + \alpha_j \alpha_i) p_i p_j + mc^3 (\alpha_i \beta + \beta \alpha_j) + m^2 c^4 \beta^2. \end{aligned} \quad (30.16)$$

gdzie skorzystaliśmy z faktu, że operator $p_i p_j$ jest symetryczny w indeksach ij . Porównując z (30.4) lub z (30.3) mamy

$$\begin{aligned} (\alpha_i \alpha_j + \alpha_j \alpha_i) &= 2\delta_{ij}, \\ (\alpha_i \beta + \beta \alpha_j) &= 0, \\ \beta^2 &= 1. \end{aligned} \quad (30.17)$$

Znalezienie rozwiązań równań (30.17) 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

$$\alpha_i = \begin{bmatrix} 0 & \sigma_i \\ \sigma_i & 0 \end{bmatrix}, \beta = \begin{bmatrix} 1 & 0 \\ 0 & -1 \end{bmatrix} \quad (30.18)$$

gdzie σ_i są macierzami Pauliego:

$$\sigma_1 = \begin{bmatrix} 0 & 1 \\ 1 & 0 \end{bmatrix}, \sigma_2 = \begin{bmatrix} 0 & -i \\ i & 0 \end{bmatrix}, \sigma_3 = \begin{bmatrix} 1 & 0 \\ 0 & -1 \end{bmatrix}. \quad (30.19)$$

Sprawdźmy

$$\begin{aligned} (\alpha_i \alpha_j + \alpha_j \alpha_i) &= \begin{bmatrix} 0 & \sigma_i \\ \sigma_i & 0 \end{bmatrix} \begin{bmatrix} 0 & \sigma_j \\ \sigma_j & 0 \end{bmatrix} + \begin{bmatrix} 0 & \sigma_j \\ \sigma_j & 0 \end{bmatrix} \begin{bmatrix} 0 & \sigma_i \\ \sigma_i & 0 \end{bmatrix} \\ &= \begin{bmatrix} \sigma_i \sigma_j + \sigma_j \sigma_i & 0 \\ 0 & \sigma_i \sigma_j + \sigma_j \sigma_i \end{bmatrix} \end{aligned} \quad (30.20)$$

Pamiętając, że

$$\sigma_i \sigma_j = \delta_{ij} + i \varepsilon_{ijk} \sigma_k \quad (30.21)$$

dostajemy pierwszą z równości (30.17). Z kolei

$$\begin{aligned} (\alpha_i \beta + \beta \alpha_j) &= \begin{bmatrix} 0 & \sigma_i \\ \sigma_i & 0 \end{bmatrix} \begin{bmatrix} 1 & 0 \\ 0 & -1 \end{bmatrix} + \begin{bmatrix} 1 & 0 \\ 0 & -1 \end{bmatrix} \begin{bmatrix} 0 & \sigma_i \\ \sigma_i & 0 \end{bmatrix} \\ &= \begin{bmatrix} 0 & -\sigma_i \\ \sigma_i & 0 \end{bmatrix} + \begin{bmatrix} 0 & \sigma_i \\ -\sigma_i & 0 \end{bmatrix} = 0. \end{aligned} \quad (30.22)$$

Wreszcie

$$\beta^2 = \begin{bmatrix} 1 & 0 \\ 0 & -1 \end{bmatrix} \begin{bmatrix} 1 & 0 \\ 0 & -1 \end{bmatrix} = 1. \quad (30.23)$$

Oczywiście wybór (30.18) nie jest jednoznaczny. Macierze unitarne równoważne

$$\alpha'_i = U^\dagger \alpha_i U, \beta' = U^\dagger \beta U \quad (30.24)$$

także spełniają związki (30.17). Reprezentację macierzy α_i i β daną wzorami (30.18) 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

$$\psi(t, \vec{r}) = e^{i(\vec{p} \cdot \vec{r} - Et)/\hbar} u \quad (30.25)$$

gdzie u jest czterowymiarowym (wektorem) spinorem

$$u = \begin{bmatrix} u_1 \\ u_2 \\ u_3 \\ u_4 \end{bmatrix}. \quad (30.26)$$

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

$$\begin{bmatrix} E - m & 0 & -p_z & -(p_x - ip_y) \\ 0 & E - m & -(p_x + ip_y) & p_z \\ -p_z & -(p_x - ip_y) & E + m & 0 \\ -(p_x + ip_y) & p_z & 0 & E + m \end{bmatrix} \begin{bmatrix} u_1 \\ u_2 \\ u_3 \\ u_4 \end{bmatrix} = 0. \quad (30.27)$$

Warunkiem istnienia rozwiązań jest znikanie wyznacznika, który jest równy

$$(E^2 - \vec{p}^2 - m^2)^2 = 0. \quad (30.28)$$

Czyli mamy

$$E_{\pm} = \pm \sqrt{\vec{p}^2 + m^2}. \quad (30.29)$$

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

$$u^{(1)} = \begin{bmatrix} 1 \\ 0 \\ \frac{p_z}{E_+ + m} \\ \frac{p_x + ip_y}{E_+ + m} \end{bmatrix}, \quad u^{(2)} = \begin{bmatrix} 0 \\ 1 \\ \frac{p_x - ip_y}{E_+ + m} \\ -\frac{p_z}{E_+ + m} \end{bmatrix}. \quad (30.30)$$

Dla ujemnej energii mamy

$$u^{(3)} = \begin{bmatrix} \frac{p_z}{E_- - m} \\ \frac{p_x + ip_y}{E_- - m} \\ 1 \\ 0 \end{bmatrix}, \quad u^{(4)} = \begin{bmatrix} \frac{p_x - ip_y}{E_- - m} \\ -\frac{p_z}{E_- - m} \\ 0 \\ 1 \end{bmatrix}. \quad (30.31)$$

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

$$\begin{aligned}
 u^{(3)\dagger}u^{(1)} &= \begin{bmatrix} \frac{p_z}{E_- - m} & \frac{p_x - ip_y}{E_- - m} & 1 & 0 \end{bmatrix} \begin{bmatrix} 0 \\ 1 \\ \frac{p_x - ip_y}{E_+ + m} \\ -\frac{p_z}{E_+ + m} \end{bmatrix} \\
 &= \frac{p_x - ip_y}{E_- - m} + \frac{p_x - ip_y}{E_+ + m} = 0.
 \end{aligned} \tag{30.32}$$

Otrzymaliśmy zero gdyż $E_- = -E_+$.

Rozwiązania (30.30) i (30.31) można unormować

$$u^{(i)} \rightarrow \frac{1}{\sqrt{1 + \vec{p}^2/(E_+ + m)^2}}. \tag{30.33}$$

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

$$P = \psi^\dagger \psi, \quad \vec{S} = c\psi^\dagger \vec{\alpha} \psi. \tag{30.34}$$

Aby do końca zrozumieć znaczenie fizyczne rozwiązań (30.30) i (30.31) zdefiniujmy operator spinu

$$\vec{\Sigma} = \frac{\hbar}{2} \begin{bmatrix} \vec{\sigma} & 0 \\ 0 & \vec{\sigma} \end{bmatrix}. \tag{30.35}$$

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.