

Andrzej Raczyński

Mechanika kwantowa cz. 7

1 Zderzenia - ciąg dalszy

1.1 Zderzenia wielokanałowe

Dotąd rozważano zderzenia, w których zmieniał się jedynie kierunek pędu cząstki rozproszonej w porównaniu z kierunkiem pędu cząstki padającej. Znacznie ogólniejsza jest sytuacja, gdy przynajmniej jeden ze zderzających się obiektów ma strukturę wewnętrzną, a w wyniku zderzenia może zmienić się stan wewnętrzny układu. W takim przypadku mówimy o zderzeniu niesprężystym. Zachowana jest oczywiście całkowita energia układu, ale energia kinetyczna i energia wewnętrzna mogą ulec zmianie. Można mieć na uwadze zderzenie atom-drobina lub dwó'ch drobin z możliwością zmiany stanów oscylacyjnych i rotacyjnych drobin lub zderzenie atom-atom albo elektron-atom z możliwością zmiany stanu elektronowego atomu (choć w ogólności muszą być wzięte pod uwagę efekty nierozróżnialności elektronów).

Formuły z poprzednich rozdziałów muszą ulec pewnemu uogólnieniu. Hamiltonian swobodny składa się teraz z energii kinetycznej ruchu względnego $T_{\mathbf{r}} = \frac{\hbar^2}{2m} \nabla^2$ oraz hamiltonianu wewnętrznego - H_{wewn} . Masa m powinna być masą zredukowaną zderzających się podukładów; \mathbf{r} jest, jak poprzednio współrzędną zderzeniową, a zespół współrzędnych wewnętrznych oznaczymy przez \mathbf{R} . Pełny hamiltonian ma postać

$$H = T_{\mathbf{r}} + H_{wewn} + V(\mathbf{r}, \mathbf{R}) \equiv H_0 + V. \quad (1)$$

Wektory własne operatora H_{wewn} czyli rozwiązania równania

$$H_{wewn} F_n(\mathbf{R}) = E_n F_n(\mathbf{R}). \quad (2)$$

muszą być znane.

Stan początkowy układu ma postać

$$|\phi_{\mathbf{k}i}\rangle = |\phi_{\mathbf{k}}\rangle |F_i\rangle, \quad (3)$$

gdzie $\langle \mathbf{r} | \phi_{\mathbf{k}} \rangle = \exp(i\mathbf{k}\mathbf{r})$. Asymptotyczna postać funkcji falowej w reprezentacji położeniowej dana jest

$$\psi_{\mathbf{k}i}(\mathbf{r}, \mathbf{R}) \sim_{r \rightarrow \infty} \exp(i\mathbf{k}\mathbf{r})F_i(\mathbf{R}) + \sum_n f_n(\theta, \phi) \frac{ik_n r}{r} F_n(\mathbf{R}). \quad (4)$$

Początkowo pęd ruchu względnego podukładów wynosił $\hbar\mathbf{k}$, a stan wewnętrzny był F_i . Po zderzeniu stan wewnętrzny jest opisany którąś z funkcji F_n , a ruch względny reprezentowany jest przez funkcje kuliste o wartości liczby falowej k_n , tak że zachowana jest całkowita energia $\frac{\hbar^2 k^2}{2m} + E_i = \frac{\hbar^2 k_n^2}{2m} + E_n = E$. W szczególności dla $n = i$ zderzenie jest sprężyste. Liczba n numeruje kanały zderzenia. Jeśli z bilansu energii wynika, że k_n jest urojone, kanał nazywa się zamkniętym.

Równanie Schrödingera można, jak poprzednio, napisać w postaci

$$\psi_{\mathbf{k}i} = \phi_{\mathbf{k}i} + \frac{1}{E - H_0 + i\epsilon} V \psi_{\mathbf{k}i}, \quad (5)$$

lub w reprezentacji położeniowej

$$\psi_{\mathbf{k}i}(\mathbf{r}, \mathbf{R}) = \phi_{\mathbf{k}}(\mathbf{r})F_i(\mathbf{R}) + \int d^3r' dR' \langle \mathbf{r} | \langle \mathbf{R} | \frac{1}{E - T - H_{wewn} + i\epsilon} | \mathbf{R}' \rangle | \mathbf{r}' \rangle V(\mathbf{r}', \mathbf{R}') \psi_{\mathbf{k}i}(\mathbf{r}', \mathbf{R}'). \quad (6)$$

Wstawienie do elementu macierzowego propagatora operatora jednostkowego w postaci $I = \frac{1}{(2\pi)^3} \int d^3q |\phi_{\mathbf{q}}\rangle \langle \phi_{\mathbf{q}}| \sum_n |F_n\rangle \langle F_n|$ pozwala napisać

$$\begin{aligned} \psi_{\mathbf{k}i}(\mathbf{r}, \mathbf{R}) &= \phi_{\mathbf{k}}(\mathbf{r})F_i(\mathbf{R}) + \sum_n F_n(\mathbf{R}) \frac{1}{(2\pi)^3} \\ &\times \int d^3q d^3r' dR' \frac{\exp[i\mathbf{q}(\mathbf{r} - \mathbf{r}')] }{\frac{\hbar^2 k^2}{2m} + E_i - \frac{\hbar^2 q^2}{2m} - E_n + i\epsilon} F_n^*(\mathbf{R}') V(\mathbf{r}', \mathbf{R}') \psi_{\mathbf{k}i}(\mathbf{r}', \mathbf{R}'). \end{aligned} \quad (7)$$

Całkę można wykonać tą samą metodą, jak w przypadku zderzenia potencjalnego. Wynosi ona

$$\frac{-m \exp[ik_n |\mathbf{r} - \mathbf{r}'|]}{2\pi\hbar^2 |\mathbf{r} - \mathbf{r}'|}. \quad (8)$$

Równanie Lippmanna-Schwingera przyjmujr więc postać

$$\begin{aligned} \psi_{\mathbf{k}i}(\mathbf{r}, \mathbf{R}) &= \phi_{\mathbf{k}}(\mathbf{r})F_i(\mathbf{R}) \\ + \frac{-m}{2\pi\hbar^2} \sum_n F_n(\mathbf{R}) \int d^3r' dR' \frac{\exp[ik_n |\mathbf{r} - \mathbf{r}'|]}{|\mathbf{r} - \mathbf{r}'|} F_n^*(\mathbf{R}') V(\mathbf{r}', \mathbf{R}') \psi_{\mathbf{k}i}(\mathbf{r}', \mathbf{R}') \end{aligned} \quad (9)$$

Asymptotyczną postać funkcji falowej można otrzymać tak jak poprzednio

$$\psi_{\mathbf{k}i}(\mathbf{r}, \mathbf{R}) \sim_{\rightarrow\infty} \phi_{\mathbf{k}}(\mathbf{r})F_i(\mathbf{R}) + \sum_n F_n(\mathbf{R}) \frac{\exp(ik_n r)}{r} \frac{-m}{2\pi\hbar^2} \int d^3r' dR' \exp(-i\mathbf{k}_n \mathbf{r}') F_n^*(\mathbf{R}') V(\mathbf{r}', \mathbf{R}') \psi_{\mathbf{k}i}(\mathbf{r}', \mathbf{R}')$$

gdzie wektor $\mathbf{k}_n = k_n \frac{\mathbf{r}}{r}$. Amplituda rozproszenia do kanału n wynosi więc

$$f_n(\mathbf{k}_n, \mathbf{k}) = \frac{-m}{2\pi\hbar^2} \int d^3r' dR' \exp(-i\mathbf{k}_n \mathbf{r}') F_n^*(\mathbf{R}') V(\mathbf{r}', \mathbf{R}') \psi_{\mathbf{k}i}(\mathbf{r}', \mathbf{R}'), \quad (11)$$

zaś przekrój czynny

$$\frac{d\sigma_n}{d\Omega} = \frac{k_n}{k} |f_n(\mathbf{k}_n, \mathbf{k})|^2. \quad (12)$$

Równanie Lippmanna-Schwingera można tu także próbować rozwiązywać przez iterację, generując szereg Borna.

1.2 Metoda fal parcjalnych

Rozważmy zderzenie potencjalne, w którym potencjał zderzeniowy $V = V(r)$ jest funkcją sferycznie symetryczną, tzn. zależy tylko do długości wektora $r = |\mathbf{r}|$. W takich warunkach zachowany jest moment pędu, bo komutuje z hamiltonianem. Istota metody fal parcjalnych polega na tym, że falę padającą rozkłada się na fale o danym momencie pędu (parcjalne), opisuje się zderzenie dla każdego momentu pędu z osobna, a w końcu zbiera wyniki w całość.

Równanie Schrödingera dla cząstki swobodnej we współrzędnych sferycznych ma postać

$$\left[\frac{-\hbar^2}{2m} \left(\frac{\partial^2}{\partial r^2} + \frac{2}{r} \frac{\partial}{\partial r} \right) + \frac{L^2}{2mr^2} - E \right] \psi(r, \theta, \phi) = 0, \quad (13)$$

gdzie L^2 jest kwadratem momentu pędu. Jeśli założyć rozwiązanie w postaci

$$\psi(r, \theta, \phi) = j_l(kr) Y_{lm}(\theta, \phi), \quad (14)$$

gdzie $E = \frac{\hbar^2 k^2}{2m}$, to korzystając z faktu, że funkcje kuliste są funkcjami własnymi L^2 do wartości własnej $\hbar^2 l(l+1)$, otrzymuje się, że funkcje j_l spełniają równanie ($x = kr$)

$$\left[\frac{d^2}{dx^2} + \frac{2}{x} \frac{d}{dx} - \frac{l(l+1)}{x^2} + 1 \right] j_l(x) = 0, \quad (15)$$

Rozwiązania tego równania znane są jako połówkowe funkcje Bessela i wyrażają się przez funkcje elementarne

$$j_l(x) = (-1)^l x^l \left(\frac{1}{x} \frac{d}{dx} \right)^l \frac{\sin x}{x}, \quad (16)$$

co można pokazać metodą indukcji.

Drugie niezależne rozwiązanie nazywa się funkcją Neumanna i jest dane jako

$$n_l(x) = (-1)^{l+1} x^l \left(\frac{1}{x} \frac{d}{dx} \right)^l \frac{\cos x}{x}. \quad (17)$$

Dominującym wyrazem dla $x \sim \infty$ jest ten, w którym różniczkowano wielokrotnie funkcję trygonometryczną, a nie różniczkowano potęgowej. Otrzymamy

$$\begin{aligned} j_l(x) &\sim_{x \rightarrow \infty} \frac{\sin(x - \frac{l\pi}{2})}{x}, \\ n_l(x) &\sim_{x \rightarrow \infty} -\frac{\cos(x - \frac{l\pi}{2})}{x}. \end{aligned} \quad (18)$$

Na przykład

$$\begin{aligned} j_0(x) &= \frac{\sin x}{x}, \\ n_0(x) &= -\frac{\cos x}{x}, \end{aligned} \quad (19)$$

$$\begin{aligned} j_1(x) &= \frac{x \cos x - \sin x}{x^2}, \\ n_1(x) &= \frac{x \sin x - \cos x}{x^2} \dots \end{aligned} \quad (20)$$

Funkcje Bessela dla małych x zachowują się jak x^l , natomiast funkcje Neumanna - jak x^{-l-1} (są osobliwe w zerze).

Fala płaska $\exp(i\mathbf{k}\mathbf{r})$ daje się złożyć z rozwiązań powyższego typu

$$\exp(i\mathbf{k}\mathbf{r}) = \sum_{l=0}^{\infty} (2l+1) i^l j_l(kr) P_l(\hat{\mathbf{k}}\hat{\mathbf{r}}) \equiv \sum_{l=0}^{\infty} \sum_{m=-l}^l 4\pi i^l j_l(kr) Y_{lm}(\hat{\mathbf{r}}) Y_{lm}^*(\hat{\mathbf{k}}), \quad (21)$$

gdzie $P_l(x) = \frac{1}{2^l l!} \frac{d^l}{dx^l} (x^2 - 1)^l$ są wielomianami Legendre'a, daszek na wektorze oznacza wektor jednostkowy w kierunku tego wektora; $\hat{\mathbf{k}}\hat{\mathbf{r}}$ to kosinus

kąta między tymi wektorami, zapis $Y_{lm}(\hat{\mathbf{r}}) \equiv Y_{lm}(\theta, \phi)$. Faktu, że fala płaska jako nieosobliwa w $r = 0$ rozwiązanie równania Schrödingera rozkłada się na funkcje Bessela (nie Neumanna) i że pojawiają się wielomiany Legendre'a, proporcjonalne do Y_{l0} , należało oczekiwać. Współczynnik liczbowy i związek między wielomianami Legendre'a a funkcjami kulistymi użyty w ostatniej relacji można znaleźć w tablicach funkcji specjalnych i nie będą one tu dowodzone.

Rozwińmy teraz pełne rozwiązanie równania Schrödingera na fale parcjalne, analogicznie do rozwinięcia dla fali płaskiej

$$\psi_{\mathbf{k}}(\mathbf{r}) = \sum_{l=0}^{\infty} (2l+1) i^l f_{kl}(r) P_l(\hat{\mathbf{k}}\hat{\mathbf{r}}) \equiv \sum_{l=0}^{\infty} \sum_{m=-l}^l 4\pi i^l f_{kl}(r) Y_{lm}(\hat{\mathbf{r}}) Y_{lm}^*(\hat{\mathbf{k}}). \quad (22)$$

Funkcja fali parcjalnej czującej oddziaływanie V spełnia równanie

$$\left[\frac{d^2}{dr^2} + \frac{2}{r} \frac{d}{dr} - \frac{l(l+1)}{r^2} + k^2 - U(r) \right] f_{kl}(r) = 0, \quad (23)$$

Jest to równanie analogiczne do tego dla rozwiązania swobodnego, z tym że dodano potencjał oddziaływania $U(r) = \frac{2m}{\hbar^2} V(r)$. Należy wymusić na rozwiązaniu warunki brzegowe odpowiadające zderzeniu. Jeśli potencjał oddziaływania $V(r)$ zmierza do zera szybciej niż $\frac{1}{r^2}$, to dla dużych wartości r rozwiązanie zachowuje się jak superpozycja rozwiązań swobodnych

$$f_{kl}(r) \sim_{r \rightarrow \infty} A_l j_l(kr) + B_l n_l(kr) \sim A_l \frac{\sin(kr - \frac{l\pi}{2})}{kr} - B_l \frac{\cos(kr - \frac{l\pi}{2})}{kr} = C_l \frac{\sin(kr - \frac{l\pi}{2} + \delta_l)}{kr}, \quad (24)$$

gdzie (A_l, B_l) lub (C_l, δ_l) są zestawami stałych, które trzeba wybrać.

Fala rozproszona, jako różnica pełnej funkcji i fali padającej zachowuje się jak

$$\begin{aligned} \psi_{\mathbf{k}}(\mathbf{r}) - \exp(i\mathbf{k}\mathbf{r}) &= \sum_{l=0}^{\infty} (2l+1) i^l [f_{kl}(r) - j_l(kr)] P_l(\hat{\mathbf{k}}\hat{\mathbf{r}}) \\ &\sim \sum_{l=0}^{\infty} (2l+1) i^l \left[C_l \frac{\sin(kr - \frac{l\pi}{2} + \delta_l)}{kr} - \frac{\sin(kr - \frac{l\pi}{2})}{kr} \right] P_l(\hat{\mathbf{k}}\hat{\mathbf{r}}) \\ &= \frac{1}{kr} \sum_{l=0}^{\infty} (2l+1) i^l \frac{1}{2i} [C_l \exp\{i(kr - \frac{l\pi}{2} + \delta_l)\} - C_l \exp\{-i(kr - \frac{l\pi}{2} + \delta_l)\} \\ &\quad - \exp\{i(kr - \frac{l\pi}{2})\} + \exp\{-i(kr - \frac{l\pi}{2})\}] P_l(\hat{\mathbf{k}}\hat{\mathbf{r}}). \quad (25) \end{aligned}$$

Powyższe wyrażenie zawiera fale kuliste zarówno rozchodzące się, jak i schodzące się. Te ostatnie nie powinny się pojawić; można je wyeliminować dobierając $C_l = \exp(i\delta_l)$.

Fala rozproszona ma więc postać

$$\frac{1}{kr} \sum_{l=0}^{\infty} (2l+1) i^l \frac{1}{2i} \exp(i(kr - \frac{l\pi}{2})) [\exp(2i\delta_l) - 1] P_l(\hat{\mathbf{k}}\hat{\mathbf{r}}). \quad (26)$$

Amplituda rozproszenia daje się więc napisać jako

$$f(\theta) = \frac{1}{k} \sum_{l=0}^{\infty} (2l+1) \exp(i\delta_l) \sin \delta_l P_l(\cos \theta), \quad (27)$$

gdzie θ jest kątem, rozproszenia; jest zmienną kulistą wektora \mathbf{r} dla fali padającej wzdłuż osi z .

Zysk polega więc na tym, że zamiast rozwiązywać równanie różniczkowe cząstkowe, wystarczy rozwiązać równania zwyczajne dla każdej wartości l z osobna. Jeśli energia zderzenia jest mała i potencjał rozpraszający jest krótkozasięgowy, to w praktyce suma po l sprowadza się do niewielkiej liczby składników, w skrajnym przypadku tylko do $l = 0$ (rozumując klasycznie: duży moment pędu to albo duża wartość r , nieważna przy małym zasięgu, albo duży pęd, co oznaczałoby znaczną energię. Porównując wzory na klasyczny i kwantowy moment pędu można stwierdzić, że do przekroju czynnego nie dadzą wkładu wyrazy z l takim, że $kd < \sqrt{l(l+1)}$, gdzie d jest miarą zasięgu potencjału.

Całkowy przekrój czynny, charakteryzujący łącznie rozproszenie we wszystkich kierunkach, otrzymamy jako

$$\sigma = \int |f(\theta)|^2 \sin \theta d\theta d\phi = \frac{4\pi}{k^2} \sum_l (2l+1) \sin^2 \delta_l, \quad (28)$$

gdzie skorzystano z ortogonalności wielomianów Legendre'a $\int_{-1}^1 P_l(x) P_k(x) dx = \frac{2}{2l+1} \delta_{lk}$.

Przesunięcie fazowe δ_l można wyznaczyć zamieniając równanie różniczkowe na całkowe. Podstawmy $f_{kl}(r) = \frac{F_{kl}(r)}{kr}$. Funkcja F_{kl} spełnia równanie

$$\left[\frac{d^2}{dr^2} - \frac{l(l+1)}{r^2} + k^2 \right] F_{kl}(r) = U(r) F_{kl}(r). \quad (29)$$

Funkcję Greena dla operatora po lewej stronie można wybrać w postaci

$$G_l(r, r') = \frac{1}{W(\hat{j}_l, \hat{n}_l)} \hat{j}_l(kr_{<}) \hat{n}_l(kr_{>}), \quad (30)$$

gdzie $j_l(x) = \frac{\hat{j}_l(x)}{x}$, $n_l(x) = \frac{\hat{n}_l(x)}{x}$ (funkcje "z daszkiem" są nazywane funkcjami Riccattiego-Bessela). Wyznacznik Wrońskiego, jako stała, może być obliczony w dowolnym punkcie, np. dla bardzo dużych argumentów, gdzie funkcje Bessela i Neumanna przyjmują postać asymptotyczną: $W(\sin(kr - \frac{l\pi}{2}), -\cos(kr - \frac{l\pi}{2})) = k$ Równanie całkowe ma postać

$$F_{kl}(r) = \hat{j}_l(kr) + \frac{1}{k} \int dr' \hat{j}_l(kr_{<}) \hat{n}_l(kr_{>}) U(r') F_{kl}(r'). \quad (31)$$

Asymptotyczna postać funkcji F_{kl} jest

$$F_{kl}(r) \sim_{r \rightarrow \infty} \sin(kr - \frac{l\pi}{2}) - \cos(kr - \frac{l\pi}{2}) \frac{1}{k} \int dr' \hat{j}_l(kr') U(r') F_{kl}(r'). \quad (32)$$

Wstawiając

$$\tan \delta_l = -\frac{1}{k} \int dr' \hat{j}_l(kr') U(r') F_{kl}(r'). \quad (33)$$

otrzymamy, że funkcja $F_{kl}(r)$ zachowuje się jak $\sin(kr - \frac{l\pi}{2}) + \tan \delta_l \cos(kr - \frac{l\pi}{2}) = \frac{1}{\cos \delta_l} \sin(kr - \frac{l\pi}{2} + \delta_l)$, a więc tak zdefiniowane przesunięcie fazowe okazuje się właściwe.

Zastępując w całce funkcję $F_{kl}(r')$ falą padającą $\hat{j}_l(r')$ otrzymamy przesunięcie fazowe w pierwszym przybliżeniu Borna.

Jako przykład rozważmy rozpraszanie niskoenergetycznych cząstek na trójwymiarowej prostokątnej studni lub barierze potencjału

$$\begin{aligned} V(r) &= U, \quad \text{dla } r < d, \\ V(r) &= 0, \quad \text{dla } r \geq d. \end{aligned} \quad (34)$$

Funkcja F_{k0} spełnia równanie

$$\left[\frac{d^2}{dr^2} + k^2 - U(r) \right] F_{kl}(r) = 0. \quad (35)$$

Dla $r \geq d$ ogólne rozwiązanie można napisać jako

$$F_{k0}(r) = C \sin(kr + \delta_0). \quad (36)$$

Dla $r < d$ rozwiązanie jest podobnego typu

$$F_{k0}(r) = D \sin(qr + \alpha), \quad (37)$$

gdzie $q^2 = k^2 - U$. Stałe należy wyznaczyć z warunków brzegowych w $r = 0$ oraz z ciągłości funkcji i pochodnej w $r = d$. Dla potencjału przyciągającego $U < 0$ mamy:

$$\begin{aligned} D \sin \alpha &= 0, \quad \text{czyli } \alpha = 0 \\ C \sin(kd + \delta_0) &= D \sin qd, \\ kC \cos(kd + \delta_0) &= qD \cos qd. \end{aligned} \quad (38)$$

Dzieląc równania stronami otrzymuje się $\tan(kd + \delta_0) = \frac{k}{q} \tan qd$ lub

$$\delta_0 = -kd + \arctan \frac{k}{q} \tan qd. \quad (39)$$

Ponieważ k jest małe, można przyjąć $\arctan x \sim x$. Wtedy

$$\delta_0 \sim kd \left(\frac{\tan qd}{qd} - 1 \right), \quad (40)$$

a całkowity przekrój czynny wynosi

$$\sigma = 4\pi d^2 \left(\frac{\tan qd}{qd} - 1 \right)^2. \quad (41)$$

Przy pewnych wartościach energii i parametrów studni $\frac{\tan qd}{qd} = 1$ i przekrój czynny w tym przybliżeniu się zeruje. Zjawisko to zaobserwowano dla rozpraszania elektronów na atomach i nosi nazwę efektu Ramsauera.

Dla potencjału odpychającego mamy barierę $U > 0$ i $q^2 < 0$ wtedy rozwiązanie dla $r < d$ ma postać $F_{k0} = D \sinh qr$. Warunki ciągłości funkcji i pochodne prowadzą do warunku $\tan(kd + \delta_0) = \frac{k}{q} \tanh qd$. Dla małych wartości k otrzymuje się analogicznie jak poprzednio

$$\sigma = 4\pi d^2 \left(\frac{\tanh qd}{qd} - 1 \right)^2. \quad (42)$$

Dla tzw. potencjału twardych kul, tzn. dla $U \rightarrow \infty$ $q \rightarrow \infty$, a $\sigma \rightarrow 4\pi d^2$. Jest to wartość czterokrotnie większa, niż klasyczny przekrój bariery.