量子力学における散乱では、散乱の前後で位相が変化する.これを**位相シフト** (Phase shift) とよぶ.以下の 1 次元の例で位相シフトを確認する.ポテンシャル

例題 0.1: 1 次元の散乱問題

ポテンシャル

$$V(x) = \begin{cases} 0 & (x < 0) \\ V_0 & (x \ge 0) \end{cases}$$
 (0.0.1)

に左から入射する粒子を考える. 入射粒子のエネルギーは $E \leq V_0$ とする. Schrödinger 方程式は,

$$\begin{cases}
-\frac{\hbar^2}{2m} \frac{d^2}{dx^2} \psi(x) = E\psi(x) & (x \le 0) \\
-\frac{\hbar^2}{2m} \frac{d^2}{dx^2} \psi(x) + V_0 \psi(x) = E\psi(x) & (x > 0)
\end{cases}$$
(0.0.2)

である. これを解くと、波動関数として

$$\begin{cases} \psi(x) = Ae^{ikx} + Be^{-ikx} & (x \le 0) \\ \psi(x) = Ce^{\kappa x} + De^{-\kappa x} & (x > 0) \end{cases}$$
 (0.0.3)

を得る.ここで, $k\equiv\sqrt{\frac{2mE}{\hbar^2}}, \alpha\equiv\sqrt{\frac{2m(V-E)}{\hbar^2}}$ とした.次に境界条件を考え,係数を求める.簡単のために A=1 とする.まず, $x\to\infty$ で粒子の存在確率は 0 だから,

$$C = 0 \tag{0.0.4}$$

である. x = 0 での波動関数及びその微係数の連続性より.

$$\begin{cases} 1 + B = D \\ ik - ikB = -\kappa D \end{cases}$$
 (0.0.5)

である. これを解くと,

$$\begin{cases}
B = \frac{k - i\kappa}{k + i\kappa} \\
D = \frac{2k}{k + i\kappa}
\end{cases} (0.0.6)$$

が得られる. したがって, 波動関数は

$$\psi(x) = \begin{cases} e^{ikx} + \frac{k - i\alpha}{k + i\alpha} e^{-ikx} & (x < 0) \\ \frac{2k}{k + i\alpha} e^{-\alpha x} & (x \ge 0) \end{cases}$$

$$(0.0.7)$$

である. 式 (\ref{e}^{ikx}) において $\mathrm{e}^{\mathrm{i}kx}$ は入射波を, $\frac{k-\mathrm{i}\alpha}{k+\mathrm{i}\alpha}\mathrm{e}^{-\mathrm{i}kx}$ は反射波を表している.反射波は

$$k + i\alpha = \sqrt{k^2 + \alpha^2} e^{i\delta_k} \tag{0.0.8}$$

とすると

$$e^{-2i\delta_k}e^{-ikx} \tag{0.0.9}$$

と表される. よって, $x \le 0$ での波動関数は

$$\psi(x) = e^{ikx} + e^{-2i\delta_k}e^{-ikx} \tag{0.0.10}$$

となる. 反射波の位相が変化していることがわかる. この δ_k は位相シフトと呼ばれ,量子力学的散乱を特徴づけるパラメータである.

上の例を 3 次元に拡張する.式 $(\ref{eq:condition})$ において $r \to \infty$ とすると, $j_l(kr) \to \frac{\mathrm{e}^{\mathrm{i}(kr-\frac{l\pi}{2})} - \mathrm{e}^{-\mathrm{i}(kr-\frac{l\pi}{2})}}{2\mathrm{i}kr}$ であるため,

$$\psi(\mathbf{r}) = \sum_{l=0}^{\infty} \frac{2l+1}{2ikr} \left[i^{l} \left(e^{i(kr - \frac{l\pi}{2})} - e^{-i(kr - \frac{l\pi}{2})} \right) + (2ik)a_{l}e^{ikr} \right] P_{l}(\cos\theta)$$
 (0.0.11)

を得る. さらに

$$i^{l}\left(e^{i(kr-\frac{l\pi}{2})} - e^{-i(kr-\frac{l\pi}{2})}\right) = i^{l}e^{-i\frac{l\pi}{2}}\left(e^{ikr} - e^{-ikr}e^{il\pi}\right)$$
 (0.0.12)

$$= 1 \cdot (e^{ikr} - (-1)^l)e^{-ikr}$$
 (0.0.13)

と直せるため, 波動関数として

$$\psi(\mathbf{r}) = \sum_{l=0}^{\infty} \left[(1 + 2ika_l)e^{ikr} - (-1)^l e^{-ikr} \right] P_l(\cos\theta)$$
 (0.0.14)

を得る. 第1項は外向き球面波, 第2項は内向き球面波を表す. この散乱は全反射であるため入射波と反射波の振幅は等しい. つまり,

$$|1 + 2ika_l| = 1 (0.0.15)$$

が成り立つ. よって、散乱による位相のずれを δ_l とおくと

$$1 + 2ika_l = e^{2i\delta_l} \tag{0.0.16}$$

である. この式から a_l を求めると

$$a_l = \frac{1}{2ik} (e^{i\delta_l} - 1) \tag{0.0.17}$$

$$=\frac{1}{l}e^{i\delta_l}\sin\delta_l\tag{0.0.18}$$

を得る. さらに全断面積と散乱振幅を求めることができる.

$$\sigma^{\text{tot}} = 4\pi \sum_{l=0}^{\infty} (2l+1)|a_l|^2 \tag{0.0.19}$$

$$= \frac{4\pi}{k^2} \sum_{l=0}^{\infty} (2l+1) \sin^2 \delta_l \tag{0.0.20}$$

$$f(\theta) = \sum_{l=0}^{\infty} (2l+1)a_l P_l(\cos \theta)$$
 (0.0.21)

$$= \frac{1}{k} \sum_{l=0}^{\infty} (2l+1) e^{i\delta_l} \sin \delta_l P_l(\cos \theta)$$
 (0.0.22)

CCT, $\theta = 0$ OCS,

$$f(0) = \frac{1}{k} \sum_{l=0}^{\infty} (2l+1)(\cos \delta_l + i \sin \delta_l) \sin \delta_l P_l(1)$$
 (0.0.23)

が成り立つ. したがって以下の光学定理が成り立つ.

- 光学定理

$$\sigma^{\text{tot}} = \frac{4\pi}{k} \operatorname{Im} f(0) \tag{0.0.24}$$

これは全断面積が前方散乱の散乱振幅からわかることを示している 1 .

 $^{^1}$ 砂川,散乱の量子論,「光学定理は,前方散乱によって,入射波の強度が減少した分だけ,四方に散乱されるという,まことに当然なことを述べているのである.」

例題 0.2: 半径 a の剛体球による散乱

散乱体のポテンシャルを

$$V(r) = \begin{cases} \infty & (r \le a) \\ 0 & (r \ge a) \end{cases}$$
 (0.0.25)

とする. 低エネルギー散乱 $(ka \ll 1)$ とする. このとき,散乱の影響を受けるのはほぼ l=0 のみである.式 (??) において l=0 とすることで

$$\psi(\mathbf{r}) = \frac{1}{2ikr} \left[(1 + 2ika_0)e^{ikr} - e^{-ikr} \right] P_0(\cos\theta)$$
 (0.0.26)

を得る.位相シフトを考慮し $\mathrm{e}^{2\mathrm{i}\delta_0}=1+2\mathrm{i}ka_0$ とおく.境界条件より

$$\psi(r=a) = 0 \tag{0.0.27}$$

であるから

$$e^{2i\delta_0}e^{ika} - e^{-ika} = 0 (0.0.28)$$

が成り立つ. よって位相シフトは

$$\delta_0 = -ka \tag{0.0.29}$$

である. 全断面積は

$$\sigma^{\text{tot}} = \frac{4\pi}{k^2} \sin^2 \delta_0 \tag{0.0.30}$$

$$\simeq \frac{4\pi}{k^2} \delta_0 \tag{0.0.31}$$

$$=4\pi a^2 (0.0.32)$$

である.これは古典力学における剛体級の散乱 $\sigma^{\rm tot}=\pi a^2$ の 4 倍の値である.波長 $\lambda=\frac{2\pi}{k}$ が散乱体の半径 a より十分に大きいため,回折によって剛体球を取り囲み,球の表面積を疑似的に増加させたためと説明できる.

例題 0.3: 位相シフトの問題

散乱体から十分遠方での境界条件を満たし、ポテンシャル外における部分波展開した波動関数として

$$\psi(\mathbf{r}) = \sum_{l=0}^{\infty} i^{l} \frac{2l+1}{2} \left[e^{2i\delta_{l}} h_{l}^{(1)}(kr) + h_{l}^{(2)}(kr) \right] P_{l}(\cos\theta)$$
(0.0.33)

を用い、半径 a の剛体球

$$V(r) = \begin{cases} \infty & (r \le a) \\ 0 & (r > a) \end{cases} \tag{0.0.34}$$

による散乱を考える。特に、ka が小さい低エネルギー散乱において、l の増大に伴ってその寄与が散乱に対してどの程度小さくなるか調べる。ここで、

$$h_l^{(1)}(kr) = j_l(kr) + in_l(kr), \ h_l^{(2)}(kr) = j_l(kr) - in_l(kr)$$
 (0.0.35)

は球 Hankel 関数であり、 $j_l(kr)$ は球 Bessel 関数、 $n_l(kr)$ は球 Neumann 関数である.

1. 波動関数の境界条件をかんがえることで、散乱による位相シフト $\tan \delta_l$ を $j_l(ka)$ と $n_l(ka)$ を用いて表せ.

2. 低エネルギー散乱 $(ka \ll 1)$ を考える. このとき

$$j_l(ka) \to \frac{(ka)^l}{(2l+1)!!}, \ n_l(ka) \to -\frac{(2l-1)!!}{(ka)^{l+1}}$$
 (0.0.36)

$$(2l+1)!! = (2l+1)(2l-1)\cdots 5\cdot 3\cdot 1 \tag{0.0.37}$$

$$(2l-1)!! = (2l-1)(2l-3)\cdots 3\cdot 1\cdot 1 \tag{0.0.38}$$

であることを用い、l=0,1,2 についての位相シフト $\tan\delta_l$ を求めよ.得られる $\tan\delta_0$, $\tan\delta_1$, $\tan\delta_2$ は l の増加と共に位相シフトが急激に小さくなり,ka が小さい時,l=0 だけ考えれば十分であることを示すものである.

1. 波動関数は剛体球の中に侵入できないため r = a で $\psi = 0$ である. よって,

$$e^{2i\delta_l}h_l^{(1)}(ka) + h_l^{(2)}(ka) = 0 (0.0.39)$$

$$e^{2i\delta_l}(j_l(ka) + in_l(ka)) + (j_l(ka) - in_l(ka)) = 0$$
(0.0.40)

$$(e^{2i\delta_l} + 1)j_l(ka) + i(e^{2i\delta_l} - 1)n_l(ka) = 0$$
(0.0.41)

$$2\cos\delta_l j_l(ka) - 2\sin\delta_l n_l(ka) = 0 \tag{0.0.42}$$

となり、位相シフト

$$\tan \delta_l = \frac{j_l(ka)}{n_l(ka)} \tag{0.0.43}$$

が得られる.

2. 式 (??) を式 (??) に代入する.

$$\tan \delta_l \to \frac{(ka)^l}{(2l+1)!!} \left(-\frac{(ka)^{l+1}}{(2l-1)!!} \right)$$
(0.0.44)

$$= -\frac{(ka)^{2l+1}}{(2l+1)!!(2l-1)!!} \tag{0.0.45}$$

(0.0.46)

l=0,1,2 を代入する. ここで, $(n-2)!!=\frac{n!}{n}$ であることに注意する.

$$\tan \delta_0 = -ka \tag{0.0.47}$$

$$\tan \delta_1 = -\frac{1}{3}(ka)^3 \tag{0.0.48}$$

$$\tan \delta_2 = -\frac{1}{45} (ka)^5 \tag{0.0.49}$$