

# 1 Integralska formulacija Greenove funkcije

Od prej imamo Fredholmovo integralsko enačbo:

$$u(\vec{r}) = h(\vec{r}) + \lambda \int_{\mathcal{D}} G_0(\vec{r}, \vec{r}_0) V(\vec{r}_0) u(\vec{r}_0) d^3 r_0$$

**Primer.** Sskanje vezanih lastnih stanj v 1D ( $E < 0$ ):

$$-\frac{\hbar^2}{2m} \frac{d^2}{dx^2} u + V(x)u = Eu$$

$$\left( \frac{d^2}{dx^2} - \kappa^2 \right) u = -\frac{2m}{\hbar} V(x)u, \quad \kappa^2 = -\frac{2mE}{\hbar}$$

Dobili smo operator  $\mathcal{L} = \frac{d^2}{dx^2} - \kappa^2$ . Gre za Helmholtzov operator, za katerega smo napisali 2D in 3D Greenove funkcije. V 1D se zadeve lotimo tako, da poiščemo funkcijo, ki ima v nekem  $x_0$  singularnost, drugje pa reši homogeno enačbo za deni operator. V tem primeru so rešitve homogene enačbe eksponentne funkcije, torej je

$$G_0(x, x_0) = -\frac{1}{2\kappa} e^{-\kappa|x-x_0|}$$

Tako najdemo tudi funkcijo  $h$ :

$$h = c_1 e^{-\kappa x} + c_2 e^{\kappa x}$$

Zaradi lastnosti rešitve  $u(|x| \rightarrow \infty) = 0$  je  $c_1 = c_2 = 0$ . Tako dobimo pogoj, ki mu morajo zadoščati lastne funkcije  $u$ :

$$u(x) = -\int_{-\infty}^{\infty} \frac{h}{\hbar^2 \kappa} e^{-\kappa|x-x_0|} V(x_0) u(x_0) dx_0$$

**Opomba.** Če je  $V(x) \sim \delta(x)$ , je lastna funkcija ravno  $\exp(-\kappa|x-x_0|)$  in imamo samo eno vezano stanje.

## 1.1 Siplni problem

**Primer.** Sipanje v kvantni mehaniki, 3D. Imamo vpadni val  $\exp(i\vec{k}_0 \cdot \vec{r})$  na nek potencial  $V(\vec{r})$ .

$$(\nabla^2 + k_0^2)u = \frac{2m}{\hbar^2} V(\vec{r})u(\vec{r})$$

Pri tem je  $k_0^2 = 2mE/\hbar^2$ . Za Helmholtzov problem v 3D imamo Greenovo funkcijo

$$G_0(\vec{r}, \vec{r}_0) = -\frac{e^{ikr_0}}{4\pi r}$$

Poiščimo še funkcijo  $h$  kot rešitev enačbe

$$\mathcal{L}h = 0$$

Ker moramo poskrbeti za robni pogoj v  $r \rightarrow \infty$ , izberemo kar vpadni val  $\exp(i\vec{k} \cdot \vec{r})$ . Rešitev mora torej izpolnjevati pogoj

$$u(\vec{r}) = e^{-i\vec{k} \cdot \vec{r}} - \frac{2m}{\hbar^2} \frac{e^{i\vec{k} \cdot (\vec{r} - \vec{r}_0)}}{4\pi |\vec{r} - \vec{r}_0|} V(\vec{r}_0) u(\vec{r}_0) d^3 r_0$$

Tej enačbi se reče tudi Lippmann-Schwingerjeva enačba. Če je  $V$  šibek (oziroma  $\lambda \ll 1$ ), lahko napišemo preturbacijsko vrsto za Fredholovo enačbo:

Ničti red:

$$u_0(\vec{r}) = h(\vec{r})$$

Prvi red:

$$u_1(\vec{r}) = \lambda \int G_0(\vec{r}, \vec{r}_1) V(\vec{r}_1) h(\vec{r}_1) d^3 r_1$$

Drugi red:

$$u_2(\vec{r}) = u_1(\vec{r}) + \lambda^2 \int G_0(\vec{r}, \vec{r}_0) G_0(\vec{r}_1, \vec{r}_2) V(\vec{r}_1) V(\vec{r}_2) d^3\vec{r}_1 d^3\vec{r}_2$$

Tretji red: (namesto  $h$  vstavimo  $u_1$  in očedimo, kar se očediti da). Dobljeni vrsti pravimo tudi Neumannova ali Bornova vrsta.

Definiramo linearni operator

$$K_0(u) = \int_{\mathcal{D}} G_0(\vec{r}, \vec{r}_0) V(\vec{r}_0) u(\vec{r}_0) d^3\vec{r}_0$$

Tako lahko Friedholmovo enačbo predstavimo kot

$$u = h + \lambda K_0 u$$

$$(I - \lambda K_0) u = h$$

$$u = (1 - \lambda K_0)^{-1} h$$

Neumannova (Bornova) vrsta je nekakšen Taylorjev razvoj operatorja  $(I - \lambda K_0)^{-1}$ .

**Opomba.** Kakšen je konvergenčni radij take vrste? Je končen, obstaja pa tudi boljša vrsta, ki vedno konvergira, imenovana Friedholmova vrsta. Mi je ne bomo potrebovali.