

Jak dotąd na zajęciach bezwzględnie zakładaliśmy przybliżenie nierelatywistyczne ufając, że wielkość efektów relatywistycznych jest dla nas nieistotna. Sprawdź, jak wygląda to w przypadku stanu podstawowego atomu wodoru. W tym celu posłuż się rachunkiem zaburzeń: jako hamiltonian niezaburzony weź znany nam już dobrze nierelatywistyczny hamiltonian atomu wodoru z nieruchomym jądrem, jako funkcję niezaburzoną – znormalizowaną funkcję falową stanu podstawowego ( $\psi_0^{(0)} = \frac{1}{\sqrt{\pi}}e^{-r}$ ), zaś zaburzenie opisywać będzie efekty relatywistyczne ( $\hat{H}^{(1)} = \hat{H}_{kin} + \hat{H}_{Darwin}$ ). Oblicz poprawkę pierwszego rzędu do energii.

W praktyce uwzględnić trzeba dwa efekty:

- Relatywistyczną poprawkę do energii kinetycznej:  $\hat{H}_{kin} = -\frac{\hat{p}^4}{8m_e^3c^2}$ , gdzie:  
 $\hat{p} = -i\nabla_e$  – operator pędu,  $m_e = 1[a.u.]$  – masa elektronu,  $c = 137.[a.u.]$  – szybkość światła w próżni.
- Poprawkę Darwina<sup>1</sup> (która modyfikuje energię potencjalną oddziaływania elektron-jądro):  $\hat{H}_{Darwin} = \frac{Ze^2\pi}{2m_e^2c^2}\delta^3(\vec{r})$ , gdzie  $Z = 1$  – ładunek jądra,  $c = 137.[a.u.]$  – szybkość światła w próżni,  $m_e = 1[a.u.]$  – masa elektronu,  $e = 1[a.u.]$  – ładunek elektronu.

<sup>1</sup>Co ciekawe, wyprowadzoną przez Karola Darwina – wnuka słynnego Karola Darwina – od teorii ewolucji. ▶

Kilka wskazówek:

- 1 Operator  $\hat{p}^4$  można rozbić na iloczyn  $\hat{p}^2 \hat{p}^2$ .
- 2 Operator kwadratu pędu jest operatorem hermitowskim – zatem jednym  $\hat{p}^2$  można zadziałać na bra (w lewo), drugim na ket (w prawo).
- 3 Można też skorzystać z faktu, że  $E_n^{(0)} |\psi_n^{(0)}\rangle = (\frac{\hat{p}^2}{2m_e} - \frac{1}{r}) |\psi_n^{(0)}\rangle$ .
- 4 Czyli da się sprowadzić problem do całek, które już kiedyś liczyliśmy!
- 5 Symbol  $\delta^3(\vec{r})$  oznacza 3-wymiarową deltę Diraca. Ma ona tę samą pożyteczną własność, co delta 1-wymiarowa, jeśli chodzi o całkowanie funkcji – całka z deltą Diraca sprowadza się do wartości funkcji stojącej wraz z deltą pod całką w punkcie  $\vec{r}_x$ :  $\int d^3r f(\vec{r}) \delta^3(\vec{r} - \vec{r}_x) = f(\vec{r}_x)$ .

Jak ma się rząd wielkości wyniku do poprawek związanych z ruchem jądra i jego niezerowym rozmiarem (liczyliśmy na zajęciach)? Czy, analizując swoje obliczenia i korzystając ze swojej wiedzy nt. kwantowomechanicznego opisu atomu wodoru, jesteś w stanie powiedzieć, dlaczego poprawka Darwina jest niezerowa jedynie dla stanów o symetrii  $s$ ?