Задание по практике от 17 июля

Автор: Хоружий Кирилл **Соавтор**: Примак Евгений

От: 17 июля 2021 г.

Первая задача. Трансляция импульса

Вводя импульс из трансляции координаты, нашли

$$\hat{\boldsymbol{p}} = -i\hbar\nabla, \quad \Leftrightarrow \quad e^{ik_p\hat{p}}|x\rangle = |x - k_p\hbar\rangle, \quad k_p = \frac{\Delta x}{\hbar}.$$

Для оператора \hat{p} можем найти собственные состояния, как

$$i\hbar\nabla\psi = \boldsymbol{p}\psi, \quad \Rightarrow \quad \psi_p = \text{const} \cdot e^{ipr/\hbar} = e^{ipr/\hbar},$$

где равенство const = 1 можем получить из требований нормировки. Тогда волновую функцию можем записать в координатном представление:

$$\psi(\boldsymbol{x}) = \int a(\boldsymbol{p})\psi_p(\boldsymbol{x}) \frac{d^3p}{(2\pi\hbar)^3} = \int a(\boldsymbol{x})e^{ip\cdot r/\hbar} \frac{d^3p}{(2\pi\hbar)^3},$$

где $a(\mathbf{p})$ – волновая функция в импульсном представление, которую находим, как коэффициенты в разложение по Фурье (так вышло):

$$a(\mathbf{p}) = \int \psi(\mathbf{x}) \psi_p^*(\mathbf{x}) dV = \int \psi(\mathbf{x}) e^{-ip \cdot r/\hbar} dV.$$

Запишем $\langle r \rangle$ в импульсном и координатном представление:

$$\langle \boldsymbol{x} \rangle \stackrel{(1)}{=} \int \psi^*(\boldsymbol{x}) \, \hat{\boldsymbol{x}} \, \psi(\boldsymbol{x}) \, dV \stackrel{(2)}{=} \int a(\boldsymbol{p}) \, \hat{\boldsymbol{x}} \, a(\boldsymbol{p}) \frac{d^3 p}{(2\pi\hbar)^3}$$

Интегрируя по частям выражение для $x\psi(x)$, можем получить

$$x\psi(x) = \int xa(p)e^{ip\cdot x/\hbar} \frac{d^3p}{(2\pi\hbar)^3} = \int i\hbar e^{ip\cdot x/\hbar} \partial_p a(p) \frac{d^3p}{(2\pi\hbar)^3},$$

что подставляя в (1), находим

$$\langle r \rangle = \int \psi^*(\boldsymbol{x}) e^{i\boldsymbol{p}\cdot\boldsymbol{x}/\hbar} \frac{d^3p}{(2\pi\hbar)^3} \int i\hbar \partial_{\boldsymbol{p}} a(\boldsymbol{p}) \frac{d^3p}{(2\pi\hbar)^3} = \int a^*(\boldsymbol{p}) i\hbar \partial_{\boldsymbol{p}} a(\boldsymbol{p}) \frac{d^3p}{(2\pi\hbar)^3},$$

где был переставлен порядок интегрирования. Сравнивая это выражение с (2), получаем замечательное выражение

$$\hat{\boldsymbol{x}} = i\hbar\partial_{\boldsymbol{p}},$$

в импульсном представление.

Приходим к двум очень похожим ситуациям для канонически сопряжённых переменных

$$\hat{\boldsymbol{p}} = -i\hbar\nabla, \qquad \Leftrightarrow \qquad e^{ik_p\hat{p}}|x\rangle = |x - k_p\hbar\rangle,
\hat{\boldsymbol{x}} = i\hbar\partial_{\boldsymbol{p}}, \qquad \Leftrightarrow \qquad e^{ik_x\hat{x}}|p\rangle = |p + k_x\hbar\rangle,$$

где вывод для трансляции импульса аналогичен демонстрации явного вида \hat{p} , как транляции координаты (Сакурай, 1.7.15), или, чуть более явно, можно разложить $a(p+\hbar k)$ в ряд, тогда возникнет

$$a(p - \hbar k) = \left[1 + \frac{i}{\hbar} \hbar k \hat{\boldsymbol{x}} + \frac{1}{2} \left(\frac{i}{\hbar} \hbar k \hat{\boldsymbol{x}}\right)^2 + \ldots\right] a(p),$$

где выражение в квадратных скобках и есть $\exp(ik\hat{x})$.

Вторая задача. Коммутационные соотношения

Известно, что $\hat{H}=\hbar\nu\hat{\boldsymbol{S}}\cdot\hat{\boldsymbol{I}}+\hbar\omega\hat{S}_z$. Найдём значения $[H,\,J^2]$ и $[H,\,J_z]$, где $\hat{\boldsymbol{J}}=\hat{\boldsymbol{S}}+\hat{\boldsymbol{I}}$. Для начала заметим, что

$$\hat{\pmb{S}} \cdot \hat{\pmb{I}} = \frac{1}{2} \left(\hat{\pmb{J}}^2 - \hat{\pmb{S}}^2 - \hat{\pmb{I}}^2 \right), \quad \hat{J}_i \hat{J}^i = \hat{I}_j \hat{I}^j + 2 \hat{S}_j \hat{I}^j + \hat{S}_j \hat{S}^j,$$

далее для удобства опусти шляпки у операторов и проигнорируем баланс индексов, за ненадобностью. Для начала найдём коммутатор для S_iI_i :

$$\hbar\nu \left[S_{i}I_{i}, I_{j}I_{j} + S_{j}S_{j} + 2S_{j}I_{j} \right] = \hbar\nu \left(2S_{i}I_{i}S_{j}I_{j} + S_{i}I_{i}I^{2} + S_{i}I_{i}S^{2} - 2S_{j}I_{j}S_{i}I_{i} - I^{2}S_{i}I_{i} - S^{2}S_{i}I_{i} \right).$$

Временно опуская $\hbar\nu$ и вспоминая, что $[S_i, I_j] = 0$, а также что $[I_i, I^2] = [S_i, S^2] = 0$, находим

$$[S_i I_i, J^2] \sim 2 (S_i S_j I^i I^j - S_j S_i I^j I^i) + S_i [I_i, I^2] + I_i [S_i, S^2] = 0.$$

Теперь найдём часть с S_z (считая правой тройку xyz):

$$[S_z, J^2] = 2(S_zS_iI_i - S_iS_zI_i) + S_zS_iS_i - S_iS_iS_z = 2I_i[S_z, S_i] = 2I_i\varepsilon_{zik}S_k = 2i\hbar(I_xS_y + I_yS_x).$$

Так находим, что

$$\left[\hat{H}, \hat{J}^2\right] = 2i\hbar^2 \nu \left(\hat{I}_x \hat{S}_y + \hat{I}_y \hat{S}_x\right) \neq 0,$$

то есть они не коммутируют.

Найдём теперь $\left[\hat{H},\,\hat{J}_z\right]$. Очевидно, что $\left[S_z,\,S_z+I_z\right]=0$, так что осталось рассмотреть

$$[S_{i}I_{i}, I_{z} + S_{z}] = S_{i}I_{i}I_{z} - I_{z}S_{i}I_{i} + S_{i}I_{i}S_{z} - S_{z}S_{i}I_{i} = S_{i}[I_{i}, I_{z}] + I_{i}[S_{i}, S_{z}] = i\hbar \left(S_{i}\varepsilon_{izk}I_{k} + I_{i}\varepsilon_{izk}S_{k}\right) = i\hbar \left(-S_{x}I^{y} + S_{y}I_{x} - I_{x}S_{y} + I_{y}S_{x}\right) = 0,$$

таким образом нашли, что \hat{H} и \hat{J}_z коммутируют:

$$\left[\hat{H},\,\hat{J}_z\right]=0.$$

Третья задача. Эффект Зеемана

Решение в общем случае. Найдём собственные состояния и собственные значения для гамильтониана вида

$$\hat{H}_{p} = \hbar \nu \hat{\boldsymbol{S}} \cdot \hat{\boldsymbol{I}} + \hbar \omega S_{z},$$

а именно посчитаем матричные элементы

$$\mathcal{M} = \langle S_z'', I_z'' | \hat{H}_p | S_z', I_z' \rangle = \begin{pmatrix} \langle ++| & \langle -+| & \langle --| & \langle$$

в базисе $\mathfrak{B}_1 \stackrel{\text{def}}{=} \{\hat{\boldsymbol{S}}^2, \hat{S}_z, \hat{\boldsymbol{I}}^2, \hat{I}_z\}$, точнее $|S_z, \pm; I_z, \pm\rangle \stackrel{\text{def}}{=} |\pm, \pm\rangle$ и найдём собственные значения и собственные состояния получившейся матрицы.

Не совсем понятно, как быстро посчитать действие $\hat{S} \cdot \hat{I}$ на $|\pm, \pm\rangle$, однако мы отлично умеем действовать $\hat{S} \cdot \hat{I}$ на $|\pm, \pm\rangle$ в базисе $\mathfrak{B}_2 \stackrel{\text{def}}{=} \{\hat{J}^2, J_z, \hat{S}^2, \hat{I}^2\}$:

в случае 1s орбитали электрона.

Более того, мы уже выводили собственные состояния \mathfrak{B}_2 выраженные через собственные состояния \mathfrak{B}_1 :

$$\begin{split} |J=1,\,J_z=1\rangle &= |++\rangle, & |++\rangle &= |J=1,\,J_z=1\rangle; \\ |J=1,\,J_z=-1\rangle &= |--\rangle, & |--\rangle &= |J=1,\,J_z=-1\rangle; \\ |J=1,\,J_z=0\rangle &= \frac{1}{\sqrt{2}}|+-\rangle + \frac{1}{\sqrt{2}}|-+\rangle, & |+-\rangle &= \frac{1}{\sqrt{2}}|J=1,\,J_z=0\rangle + \frac{1}{\sqrt{2}}|J=0,\,J_z=0\rangle; \\ |J=0,\,J_z=0\rangle &= \frac{1}{\sqrt{2}}|+-\rangle - \frac{1}{\sqrt{2}}|-+\rangle, & |+-\rangle &= \frac{1}{\sqrt{2}}|J=1,\,J_z=0\rangle - \frac{1}{\sqrt{2}}|J=0,\,J_z=0\rangle; \end{split}$$

чем мы и воспользуемся для поиска \mathcal{M} .

В качестве примера найдём $\hat{H}_p|+-\rangle$, остальные найдём аналогично:

$$|\hat{H}_p| + -\rangle = \hbar \nu \hat{S} \cdot \hat{I} \left(\frac{1}{\sqrt{2}} |J = 1, J_z = 0\rangle + \frac{1}{\sqrt{2}} |J = 0, J_z = 0\rangle \right) + \frac{1}{2} \hbar \omega |+-\rangle = \frac{1}{2} \hbar \omega |+-\rangle + \frac{1}{\sqrt{2}} \left(\frac{1}{4} \hbar \nu - \frac{3}{4} \hbar \nu \right),$$

так получаем четыре вектора $\hat{H}_p | \pm \pm \rangle$, действуя на них соответсующим набором бра-векторов, находим ${\cal M}$

$$\begin{split} \hat{H}_{p}|++\rangle &= \frac{1}{4}|\frac{1}{2},\frac{1}{2}\rangle(\hbar\nu+2\hbar\omega);\\ \hat{H}_{p}|-+\rangle &= \frac{1}{2}\hbar\nu|\frac{1}{2},-\frac{1}{2}\rangle-\frac{1}{4}|-\frac{1}{2},\frac{1}{2}\rangle(\hbar\nu+2\hbar\omega);\\ \hat{H}_{p}|+-\rangle &= \frac{1}{2}\hbar\nu|-\frac{1}{2},\frac{1}{2}\rangle-\frac{1}{4}|\frac{1}{2},-\frac{1}{2}\rangle(\hbar\nu-2\hbar\omega);\\ \hat{H}_{p}|--\rangle &= \frac{1}{4}|-\frac{1}{2},-\frac{1}{2}\rangle(\hbar\nu-2\hbar\omega). \end{split} \\ \Rightarrow \mathcal{M} = \frac{\hbar}{4}\begin{pmatrix} \nu+2\omega & 0 & 0 & 0\\ 0 & -\nu-2\omega & 2\nu & 0\\ 0 & 2\nu & 2\omega-\nu & 0\\ 0 & 0 & 0 & \nu-2\omega \end{pmatrix}.$$

Запишем характерестическое уравнение для \mathcal{M} :

$$\det(\mathcal{M} - \hbar \lambda_{\hbar} \mathbb{1}) = \frac{\hbar^4}{256} (4\lambda_{\hbar} - \nu - 2\omega)(4\lambda_{\hbar} - \nu + 2\omega) \left(16\lambda_{\hbar}^2 + 8\lambda_{\hbar}\nu - 3\nu^2 - 4\omega^2\right) = 0,$$

где введено $\lambda_{\hbar}=\lambda/\hbar$. Теперь находим спектр, соответсвтующий энергетическим сдвигам:

$$\lambda_1 = \frac{\hbar}{4}(\nu - 2\omega), \quad \lambda_2 = \frac{\hbar}{4}(\nu + 2\omega), \quad \lambda_3 = \frac{\hbar}{4}\left(-2\sqrt{\nu^2 + \omega^2} - \nu\right), \quad \lambda_4 = \frac{\hbar}{4}\left(2\sqrt{\nu^2 + \omega^2} - \nu\right).$$

Не мудрствуя лукаво, сразу же построим количественный график для их поведения, положив $\nu=1,\,\hbar=1$: рис. 1.

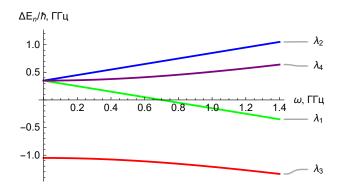


Рис. 1: Поведение энергетических сдвигов при различной силе внешнего поля $B(\omega)$: $\omega \sim \nu_{\rm hf}$.

где ГГц можем, если что, пересчитать в Гс, домножим на $\frac{cm_e}{e} \times 10^9 \times 10^{-4} \approx 170$, что сходится с масштабами, приведенными на презентации. Приведём для наглядности аналогичную зависимость в другом масштабе.

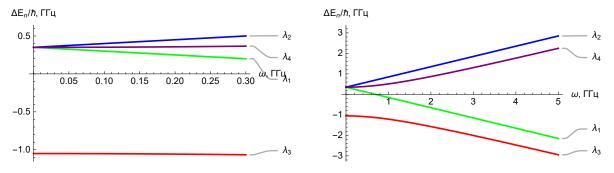


Рис. 2: Поведение энергетических сдвигов при $\omega \ll \nu_{\rm hf}$ и $\omega \gg \nu_{\rm nf}$.

Также можем найти собственные векторы для $\mathcal{M},$ соответствующие собственным состояниям \hat{H}_p :

$$\begin{aligned} \boldsymbol{v}_{1}^{\mathrm{T}} &= \{0,0,0,1\}, \quad \boldsymbol{v}_{2}^{\mathrm{T}} &= \{1,0,0,0\}, \quad \boldsymbol{v}_{3}^{\mathrm{T}} &= \left\{0,-\frac{\sqrt{\nu^{2}+\omega^{2}}+\omega}{\sqrt{2}\sqrt{\omega\sqrt{\nu^{2}+\omega^{2}}+\nu^{2}+\omega^{2}}}, \frac{\nu}{\sqrt{2}\sqrt{-\omega\sqrt{\nu^{2}+\omega^{2}}+\nu^{2}+\omega^{2}}},0\right\}, \\ \boldsymbol{v}_{4}^{\mathrm{T}} &= \left\{0,\frac{\nu}{\sqrt{2}\sqrt{\omega\sqrt{\nu^{2}+\omega^{2}}+\nu^{2}+\omega^{2}}}, \frac{\nu}{\sqrt{2}\sqrt{-\omega\sqrt{\nu^{2}+\omega^{2}}+\nu^{2}+\omega^{2}}},0\right\}. \end{aligned}$$

Стоит заметить, что в пределе $\nu \to 0$, собственные значения переходя в $\pm \omega/2$, а при $\omega \to 0$ спектр spec $\mathcal M$ перейдёт в $\left\{\frac{\hbar\nu}{4}, -\frac{3}{4}\hbar\nu\right\}$.

Аналогичное соответствие наблюдается для собственных значений:

$$\nu \to 0, \ \Rightarrow \ \{\boldsymbol{v}_1, \boldsymbol{v}_2, \boldsymbol{v}_3, \boldsymbol{v}_4\} = \left(\begin{array}{cccc} 0 & 0 & 0 & 1 \\ 0 & 1 & 0 & 0 \\ 0 & 0 & 1 & 0 \\ 1 & 0 & 0 & 0 \end{array} \right), \qquad \omega \to 0, \ \Rightarrow \ \{\boldsymbol{v}_1, \boldsymbol{v}_2, \boldsymbol{v}_3, \boldsymbol{v}_4\} = \left(\begin{array}{cccc} 0 & 0 & 0 & 1 \\ -1 & 0 & 1 & 0 \\ 1 & 0 & 1 & 0 \\ 0 & 1 & 0 & 0 \end{array} \right),$$

где я вроде бы перепутал порядок v_i , но суть должна быть ясна.

Собственно, эти пределы и можно рассматривать как $B\approx 0$ и $B\to\infty$, а именно

$$B \to \infty \Leftrightarrow \nu \ll \omega, \qquad B \approx 0 \Leftrightarrow \nu \gg \omega.$$

Для численной оценки положим $\omega = \alpha \nu$, тогда

$$B = \frac{m_e c\omega}{|e|} = \alpha \frac{\nu_{\rm hf} m_e c}{|e|} = \alpha \times 239 \, \Gamma c,$$

откда и можем оценить характерные для водорода значения магнитного поля. Можем построить $\lambda_i/\lambda_i^{\mathrm{approx}}$:

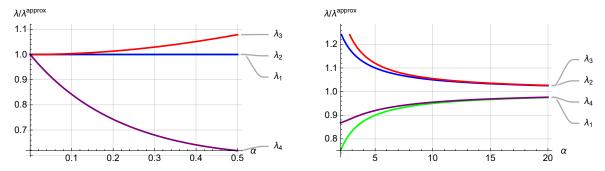


Рис. 3: Визуализация ошибки приближения: малые $\alpha \ll 1$ и большие $\alpha \gg 1$ (примерно).