

СЕМИНАР 3

1. Имеется частица с массой $m = 1$ г, движущаяся со скоростью $v = 1$ см/сек. Оценить неопределенность в координате и временном положении этой частицы. Можно ли их наблюдать?

Решение: Используем соотношение неопределённости «импульс-координата» $\Delta p \cdot \Delta r \approx \hbar$ ($\hbar = 1,05 \cdot 10^{-27}$ эрг·сек), полагая для оценки $\Delta p \approx p = m \cdot v$:

$$\Delta r \approx \frac{\hbar}{\Delta p} \approx \frac{\hbar}{m \cdot v} = \frac{1,05 \cdot 10^{-27} \text{ эрг} \cdot \text{сек}}{1 \text{ г} \cdot 1 \text{ см/сек}} \approx 10^{-27} \text{ см.}$$

Ничтожность этой величины, исключая возможность её наблюдения, очевидна. Столь же ничтожна и неопределенность во временном положении этой частицы. Действительно, используя соотношение неопределённости «энергия-время» $\Delta E \cdot \Delta t \approx \hbar$ и полагая $\Delta E \approx T$ (кин. эн.) $= \frac{mv^2}{2} = \frac{1 \text{ г} \cdot (1 \text{ см/сек})^2}{2} \approx 0,5$ эрг, получаем

$$\Delta t \approx \frac{\hbar}{\Delta E} = \frac{1,05 \cdot 10^{-27} \text{ эрг} \cdot \text{сек}}{0,5 \text{ эрг}} \approx 2 \cdot 10^{-27} \text{ сек.}$$

2. Данные одного из экспериментов по измерению спектров α -частиц от распада ${}^{241}_{95}\text{Am}$ ($t_{1/2} = 432,6$ лет) показывают наличие α -пика с энергией 5,476 МэВ и шириной на половине высоты $\Gamma \approx 15$ кэВ. Можно ли эти α -частицы наблюдать в виде трека в ядерной фотоэмульсии (толщина трека в фотоэмульсии не может быть меньше диаметра одного проявленного зерна равного $0,5 \text{ мкм} = 5 \cdot 10^{-5} \text{ см}$) и, если можно, то не будет ли это противоречить утверждению квантовой механики о невозможности движения частиц по траекториям.

Решение: Квантовая механика требует выполнения соотношения неопределенности «импульс-координата» $\Delta p \cdot \Delta r \approx \hbar$ или $\Delta p c \cdot \Delta r \approx \hbar c$. В данном случае $\Delta r = 5 \cdot 10^{-5} \text{ см}$. Найдем $\Delta p c$, учитывая, что $\Gamma \approx \Delta T_\alpha$:

$$\Delta p c = \Delta \sqrt{2m_\alpha c^2 \cdot T_\alpha} = \sqrt{\frac{m_\alpha c^2}{2 \cdot T_\alpha}} \cdot \Delta T_\alpha = \sqrt{\frac{3727 \text{ МэВ}}{2 \cdot 5,476 \text{ МэВ}}} \cdot 0,015 \text{ МэВ} \approx$$

$$\approx 0,28 \text{ МэВ.}$$

Найдём теперь квантовую неопределённость в Δr , вытекающую из неопределённости $\Delta p c \approx 0,28 \text{ МэВ}$:

$$\Delta r = \frac{\hbar c}{\Delta p c} \approx \frac{200 \text{ МэВ} \cdot \text{Фм}}{0,28 \text{ МэВ}} = \frac{200 \text{ МэВ} \cdot 10^{-13} \text{ см}}{0,28 \text{ МэВ}} \approx 0,7 \cdot 10^{-10} \text{ см},$$

что почти на 6 порядков ниже толщины трека $0,5 \cdot 10^{-4} \text{ см}$. Таким образом наличие достаточно отчетливого (с разрешением $0,5 \text{ мкм}$) трека α -частицы в фотоэмульсии не противоречит утверждению квантовой механики о невозможности движения частиц по траекториям.

3. Имеются α -частицы с кинетической энергией 5 МэВ и неопределённостью Δv в скорости того же порядка, что и сама скорость v . Будут ли следы этих α -частиц наблюдаться в виде чётких треков в позиционно-чувствительном детекторе (например, ядерной фотоэмульсии или камере Вильсона)?

Решение: Рассчитаем неопределённость Δr в координате α -частиц, используя соотношение неопределённости «импульс-координата»:

$$\Delta r \approx \frac{\hbar}{m \Delta v} \approx \frac{\hbar}{mv} = \frac{1,05 \cdot 10^{-27} \text{ г} \cdot \text{см}^2/\text{сек}}{4 \cdot 1,67 \cdot 10^{-24} \text{ г} \cdot 1,5 \cdot 10^9 \text{ см/сек}} \approx 10^{-13} \text{ см}.$$

Таким образом, треки будут чёткими (их расплывание заметно не будет). В решении было использовано следующее: масса m α -частицы примерно равна четырём нуклонным массам $4 \cdot m_{\text{нукл}} \approx 4 \cdot 1,67 \cdot 10^{-24} \text{ г} \approx 4 \cdot 10^3 \text{ МэВ}/c^2$ и их скорость

$$v = c \sqrt{\frac{2T}{mc^2}} \approx 3 \cdot 10^{10} \frac{\text{см}}{\text{сек}} \sqrt{\frac{2 \cdot 5 \text{ МэВ}}{4 \cdot 10^3 \text{ МэВ}}} \approx 1,5 \cdot 10^9 \frac{\text{см}}{\text{сек}}.$$

4. Рассмотрим атом. Типичная энергия электрона в атоме $T_e \approx 10 \text{ эВ}$. Оценить неопределённость в пространственном положении такого электрона.

Решение: Используем $\hbar = 6,58 \cdot 10^{-22} \text{ МэВ} \cdot \text{сек}$. Оценим неопределённость Δr_e в пространственном положении такого электрона, полагая $\Delta p_e \approx p_e = \sqrt{2T_e m_e}$:

$$\Delta r_e \approx \frac{\hbar}{\Delta p_e} \approx \frac{\hbar c}{p_e c} = \frac{\hbar c}{\sqrt{2T_e m_e c^2}} \approx$$

$$\approx \frac{200 \text{ МэВ} \cdot 10^{-13} \text{ см}}{\sqrt{2 \cdot 10^{-5} \text{ МэВ} \cdot 0,511 \text{ МэВ}}} \approx 0,6 \cdot 10^{-8} \text{ см}.$$

Полученная пространственная неопределённость отвечает размеру атома.

5. Типичная кинетическая энергия нуклона (протона или нейтрона) в ядре $T_N \approx 20 \text{ МэВ}$. Оценить неопределённость Δr_N в пространственном положении такого нуклона.

Решение: Полагая $\Delta p_N \approx p_N = \sqrt{2T_N m_N}$, имеем

$$\Delta r_N \approx \frac{\hbar}{\Delta p_N} \approx \frac{\hbar}{p_N} = \frac{\hbar c}{\sqrt{2T_N \cdot m_N c^2}} \approx$$

$$\approx \frac{200 \text{ МэВ} \cdot \text{Фм}}{\sqrt{2 \cdot 20 \text{ МэВ} \cdot 1000 \text{ МэВ}}} \approx 1 \text{ Фм} = 10^{-13} \text{ см}.$$

Эта пространственная неопределённость отвечает ядерному масштабу. В решении использовано $m_N c^2 \approx 939 \text{ МэВ} \approx 1000 \text{ МэВ}$. Этим приближением удобно пользоваться для многих оценок.

6. Используя соотношение неопределенностей Гейзенберга «импульс-координата» ($\Delta p \cdot \Delta r \approx \hbar$), оценить кинетические энергии электрона в атоме и кварка в нуклоне.

Решение: Рассмотрим атом. Соотношение неопределенности запишем в виде $\Delta p_e c \cdot \Delta r_e \approx \hbar c$. Для оценок полагаем $\Delta r_e \approx R_{\text{ат}}$, где $R_{\text{ат}}$ – радиус атома, а $\Delta p_e \approx p_e$, где p_e – импульс электрона. Электрон на орбите атома нерелятивистский, поэтому $p_e = \sqrt{2T_e \cdot m_e}$. Итак, получаем

$$T_e \approx \frac{1}{2m_e c^2} \left(\frac{\hbar c}{R_{\text{ат}}} \right)^2 \approx \frac{1}{10^6 \text{ эВ}} \left(\frac{200 \cdot 10^6 \text{ эВ} \cdot 10^{-13} \text{ см}}{10^{-8} \text{ см}} \right)^2 \approx 4 \text{ эВ}.$$

Рассмотрим теперь нуклон. Он, как известно, состоит из трех кварков (их массы 2-5 МэВ/ c^2). Радиус нуклона $R_N \approx 1 \text{ Фм}$. Кварки внутри нуклона релятивистские. Это следует из массы нуклона ($\approx 1000 \text{ МэВ}$) и суммарной массы трёх кварков, из которых состоит нуклон. А эта суммарная масса всего $\approx 10 \text{ МэВ}$. Т.е. масса нуклона формируется в основном за счёт кинетической энергии кварков внутри нуклона и эта энергия во много раз больше энергии покоя кварков. Итак, кварки в нуклоне релятивистские,

поэтому $p_q c \approx T_q$. Полагая $\Delta p_q c \approx p_q c \approx T_q$, для кинетической энергии кварка внутри нуклона получаем

$$T_q \approx \frac{\hbar c}{R_N} \approx \frac{200 \text{ МэВ} \cdot 1 \text{ Фм}}{1 \text{ Фм}} = 200 \text{ МэВ}.$$

7. Ядро ${}^{10}_5\text{В}$ из возбужденного состояния с энергией 0,72 МэВ распадается испусканием гамма-кванта с периодом полураспада $t_{1/2} = 7 \cdot 10^{-10}$ с. Оценить неопределенность в энергии ΔE испущенного гамма-кванта.

Решение: В соотношении неопределенности Гейзенберга «энергия-время» $\Delta E \cdot \Delta t \approx \hbar$ используем в качестве Δt величину периода полураспада $t_{1/2}$. Тогда

$$\Delta E \approx \frac{\hbar}{t_{1/2}} = \frac{\hbar c}{t_{1/2} \cdot c} = \frac{200 \text{ МэВ} \cdot 10^{-13} \text{ см}}{7 \cdot 10^{-10} \text{ сек} \cdot 3 \cdot 10^{10} \text{ см/сек}} \approx 10^{-6} \text{ эВ}.$$

8. Найти среднее время жизни τ ядра ${}^{12}\text{С}$ в первом возбужденном состоянии с энергией $E = 4,44$ МэВ, если при гамма-распаде этого состояния формируется гамма-линия шириной $\Gamma = (10,8 \pm 0,6) \cdot 10^{-6}$ кэВ.

Решение: Используем соотношение неопределенности $\Delta E \cdot \Delta t \approx \hbar$, в котором $\Delta E = \Gamma$, а $\Delta t = \tau$. Получаем

$$\tau = \frac{\hbar}{\Gamma} = \frac{\hbar c}{\Gamma c} \approx \frac{200 \cdot 10^3 \text{ кэВ} \cdot 10^{-13} \text{ см}}{11 \cdot 10^{-6} \text{ кэВ} \cdot 3 \cdot 10^{10} \text{ см/сек}} \approx 6 \cdot 10^{-14} \text{ сек}.$$

9. Из соотношения неопределенности «импульс-координата» получить соотношение неопределенности $\Delta J_z \cdot \Delta \varphi \geq \hbar$ (это задача на дом и необязательная, лишь для желающих).

10. Определить момент количества движения частицы с $l = 2$.

Решение:

$$L = \hbar \sqrt{l(l+1)} = \hbar \sqrt{2(2+1)} = 6,58 \cdot 10^{-22} \sqrt{6} \text{ МэВ} \cdot \text{сек} \approx 2,6 \cdot 10^{-34} \text{ Дж} \cdot \text{сек}.$$

11. Рассчитать угловой момент, связанный с движением Земли вокруг Солнца. Каков орбитальный момент l , отвечающий такому движению?

Решение:

Масса Земли $m_3 = 6 \cdot 10^{27}$ г, среднее расстояние до Солнца $r = 150$ млн. км $= 1,5 \cdot 10^{13}$ см, период обращения вокруг Солнца $t = 365$ дн $\approx 3,15 \cdot 10^7$ сек.

Рассчитываем среднюю скорость движения Земли по орбите вокруг Солнца:

$$v = \frac{2\pi r}{t} \approx \frac{2 \cdot 3,14 \cdot 1,5 \cdot 10^{13} \text{ см}}{3,15 \cdot 10^7 \text{ сек}} \approx 3 \cdot 10^6 \frac{\text{см}}{\text{сек}} = 30 \frac{\text{км}}{\text{сек}}$$

Рассчитываем угловой момент, связанный с движением Земли вокруг Солнца:

$$L = m_3 \cdot v \cdot r = 6 \cdot 10^{27} \text{ г} \cdot 3 \cdot 10^6 \frac{\text{см}}{\text{сек}} \cdot 1,5 \cdot 10^{13} \text{ см} = 2,7 \cdot 10^{47} \text{ эрг} \cdot \text{сек} = 2,7 \cdot 10^{40} \text{ Дж} \cdot \text{сек}$$

Рассчитываем l :

$$L = \hbar \sqrt{l(l+1)} \approx \hbar l$$

Откуда

$$l \approx \frac{L}{\hbar} \approx \frac{2,7 \cdot 10^{40} \text{ Дж} \cdot \text{сек}}{1,05 \cdot 10^{-34} \text{ Дж} \cdot \text{сек}} \approx 2,6 \cdot 10^{74}$$

12. Рассчитать угловой момент, связанный с движением Солнца вокруг центра Галактики. Каков орбитальный момент l , отвечающий такому движению?

Решение:

Масса Солнца $m_c = 2 \cdot 10^{33} \text{ г}$, расстояние до центра Галактики $r = 2,6 \cdot 10^{17} \text{ км}$, скорость вращения вокруг центра Галактики $v = 220 \text{ км/сек}$.

Имеем:

$$L = m_c v r = 2 \cdot 10^{33} \text{ г} \cdot 2,2 \cdot 10^7 \frac{\text{см}}{\text{сек}} \cdot 2,6 \cdot 10^{22} \text{ см} = 1,144 \cdot 10^{63} \text{ эрг} \cdot \text{сек} \approx 1,1 \cdot 10^{56} \text{ Дж} \cdot \text{сек}$$

Рассчитываем l : $L = \hbar \sqrt{l(l+1)} \approx \hbar l$ и

$$l \approx \frac{L}{\hbar} \approx \frac{1,1 \cdot 10^{56} \text{ Дж} \cdot \text{сек}}{1,05 \cdot 10^{-34} \text{ Дж} \cdot \text{сек}} \approx 10^{90}$$

13. Нуклон имеет орбитальный момент $l = 1$. Чему может быть равен его полный момент j и проекция этого момента на ось z ?

Решение:

$$\vec{j} = \vec{l} + \vec{s} = \vec{1} + \frac{\vec{1}}{2}$$

$$\left| 1 - \frac{1}{2} \right| \leq j \leq 1 + \frac{1}{2} \text{ или } \frac{1}{2} \leq j \leq \frac{3}{2}. \text{ Т.е. } j = \frac{1}{2} \text{ или } j = \frac{3}{2}.$$

$$j_z = \pm j, \pm(j-1), \dots, \pm \frac{1}{2}$$

Итак, если $j = \frac{1}{2}$, то $j_z = \pm \frac{1}{2}$.

Если $j = \frac{3}{2}$, то $j_z = \pm \frac{1}{2}, \pm \frac{3}{2}$.

14. Нуклон имеет орбитальный момент $l = 3$. Чему может быть равен его полный момент j и проекция этого момента на ось z ?

(Эта задача решается аналогично предыдущей).

15. Найти углы θ , которые векторы углового момента с $j = 1/2$ и $j = 1$ составляют с осью z . (Эта задача для самостоятельного решения).

16. Атом калия состоит из ядра ${}_{19}^{39}\text{K}$ и 19-ти электронов. Полный момент, создаваемый электронами $I = 5/2$. Спин ядра $J = 3/2$. Чему может быть равен полный момент атома F ?

Решение:

$$\vec{F} = \vec{I} + \vec{J} = \frac{5}{2} + \frac{3}{2} = \vec{1}, \vec{2}, \vec{3}, \vec{4}.$$

Этот результат – следствие нижеследующего соотношения:

$$\left| \frac{5}{2} - \frac{3}{2} \right| \leq F \leq \frac{5}{2} + \frac{3}{2}.$$

17. Назовите какую-либо причину, запрещающую распад $n \rightarrow p + e^-$.

Решение: Одна из причин – сохранение углового момента. Спин всех частиц в вышеприведенном распаде $1/2$. Таким образом, слева угловой момент распадающегося из состояния покоя нейтрона равен $1/2$. Справа - система двух конечных частиц со спином $1/2$ может быть лишь в состоянии с результирующим целым или нулевым угловым моментом. Имеем распад, в котором угловой момент не сохраняется.