

4.6. Переход к классическим уравнениям движения

Рассмотрим уравнение (121) для оператора координаты \hat{x} : \hat{x} не зависит от t явно, поэтому первое слагаемое в (121) $\left(\frac{\partial \hat{x}(t)}{\partial t}\right)_\Gamma = 0$, остаётся.

$$\frac{d\hat{x}_\Gamma(t)}{dt} = \frac{1}{i\hbar} [\hat{x}_\Gamma(t), \hat{H}_\Gamma(t)]. \quad (123)$$

Обратим внимание, что при выводе (121) мы получали выражение $\hat{U}^+ \hat{A}_{uu} \hat{H} \hat{U} - \hat{U}^+ \hat{H} \hat{A}_{uu} \hat{U} = (\hat{U}^+ \hat{A}_{uu} \hat{U})(\hat{U}^+ \hat{H} \hat{U}) - (\hat{U}^+ \hat{H} \hat{U})(\hat{U}^+ \hat{A}_{uu} \hat{U}) = [\hat{A}_\Gamma, \hat{H}_\Gamma]_-$, равное коммутатору оператора физической величины \hat{A}_Γ и гамильтониана \hat{H}_Γ в гейзенберговском представлении. Но, с другой стороны, это равно

$$\hat{U}^+ (\hat{A}_{uu} \hat{H} - \hat{H} \hat{A}_{uu}) \hat{U} = \hat{U}^+ [\hat{A}_{uu}, \hat{H}] \hat{U} = [\hat{A}_{uu}, \hat{H}]_\Gamma -$$

т. е. коммутатор, сам являющийся оператором, можно вычислить в привычном шрёдингеровском представлении, а затем уже перейти к гейзенберговскому представлению, умножая на операторы эволюции слева и справа, так что (123) переходит в этом случае в соотношение

$$\frac{d\hat{x}_\Gamma(t)}{dt} = \frac{1}{i\hbar} [\hat{x}_{uu}, \hat{H}_{uu}]_\Gamma. \quad (123')$$

$$\text{Вычислим коммутатор в (123')}: [\hat{x}, \hat{H}] = \left[\hat{x}, \frac{\hat{p}^2}{2m} + U \right] =$$

$$= \frac{1}{2m} [\hat{x}, \hat{p}^2] + [\hat{x}, U] = -\frac{\hbar^2}{2m} [x, \nabla^2] = -\frac{\hbar^2}{2m} \left[x, \frac{\partial^2}{\partial x^2} \right] = \frac{\hbar^2}{2m} 2 \frac{\partial}{\partial x} = \frac{i\hbar}{m} \hat{p}_x,$$

$$[\hat{x}, \hat{H}] = \frac{i\hbar}{m} \hat{p}_x. \quad (124)$$

$$\text{Подставим (124) в (123')}: \frac{d\hat{x}_\Gamma(t)}{dt} = \frac{1}{i\hbar} \frac{i\hbar}{m} (\hat{p}_x)_\Gamma,$$

$$\frac{d\hat{x}_\Gamma(t)}{dt} = \frac{(\hat{p}_x)_\Gamma}{m}. \quad (125)$$

Рассмотрим средние значения операторов в (125). Согласно (122')

$$\text{п.4.5 } \frac{d}{dt} \langle \hat{A} \rangle = \left\langle \frac{d}{dt} \hat{A} \right\rangle \Rightarrow \text{ для (125) справедливо}$$

$$\left\langle \frac{d\hat{x}_\Gamma(t)}{dt} \right\rangle = \left\langle \frac{(\hat{p}_x)_\Gamma}{m} \right\rangle \Rightarrow \frac{d\langle \hat{x}_\Gamma(t) \rangle}{dt} = \frac{\langle (\hat{p}_x)_\Gamma \rangle}{m}.$$

Но из п.4.4, (118), мы знаем, что средние значения операторов не зависят от представления, так что можно записать в шрёдингеровском представлении

$$\frac{d\langle \hat{x}_{uu}(t) \rangle}{dt} = \frac{\langle (\hat{p}_x)_{uu} \rangle}{m},$$

или

$$\frac{d\bar{x}}{dt} = \frac{\bar{p}_x}{m}, \quad (126)$$

что совпадает, с одним из классических уравнений движения в гамильтоновой форме: $\frac{dx}{dt} = \frac{\partial H}{\partial p_x}$, если $H = \frac{\vec{p}^2}{2m} + U(\vec{r})$. При этом мы сопоставляем средние значения координаты и импульса в квантовой механике с классическими координатами и импульсами, $\bar{x}_{кв} = x_{кл}$, $\bar{p}_{x кв} = p_{кл}$.

Рассмотрим, аналогично (123), уравнение для изменения импульса:

$$\frac{d\hat{p}_{x\Gamma}(t)}{dt} = \frac{1}{i\hbar}[\hat{p}_{x\Gamma}(t), \hat{H}_\Gamma(t)], \quad (127)$$

$$[\hat{p}_{xu}, \hat{H}_u] = [\hat{p}_x, \frac{\hat{p}_x^2}{2m} + U(\vec{r})] = [\hat{p}_x, U(\vec{r})] = -i\hbar[\frac{\partial}{\partial x}, U(\vec{r})] = -i\hbar \frac{\partial U(\vec{r})}{\partial x}.$$

Подставляя этот коммутатор в (127), имеем, подобно (125),

$$\frac{d\hat{p}_{x\Gamma}(t)}{dt} = \frac{-i\hbar}{i\hbar} \left(\frac{\partial U(\vec{r})}{\partial x} \right)_\Gamma,$$

а переходя к средним значениям, получаем, как и в уравнении для x ,

$$\frac{d\langle \hat{p}_x \rangle}{dt} = - \left\langle \frac{\partial U}{\partial x} \right\rangle, \quad (128)$$

что совпадает с классическим уравнением движения Ньютона и со вторым уравнением движения в гамильтоновой формулировке:

$$\frac{d p_x}{dt} = - \frac{\partial H}{\partial x}, \text{ при } H = \frac{\vec{p}^2}{2m} + U(\vec{r}) \text{ это уравнение имеет вид } \frac{d p_x}{dt} = - \frac{\partial U(\vec{r})}{\partial x}.$$

Однако чтобы (128) совпадало по форме с последним уравнением, требуется выполнение равенства:

$$\left\langle \frac{\partial U}{\partial x} \right\rangle = \frac{\partial U(\langle x \rangle)}{\partial \langle x \rangle}, \quad (129)$$

что справедливо при медленно меняющихся внешних полях.

Итак, квантовомеханические гейзенберговские уравнения движения для операторов координаты и импульса

$$\frac{d\hat{x}_\Gamma(t)}{dt} = \frac{1}{i\hbar}[\hat{x}_u, \hat{H}_u]_\Gamma, \quad \frac{d\hat{p}_{x\Gamma}(t)}{dt} = \frac{1}{i\hbar}[\hat{p}_{x\Gamma}(t), \hat{H}_\Gamma(t)] \quad (130)$$

приводят к уравнениям для средних значений координаты и импульса, по форме совпадающим с гамильтоновыми уравнениями классической механики

$$\frac{dx}{dt} = \frac{\partial H}{\partial p_x}, \quad \frac{d p_x}{dt} = - \frac{\partial H}{\partial x} \quad (131)$$

при больших кинетических энергиях частиц (см. обсуждение ниже) и плавно меняющихся внешних полях.

На самом деле для строгого перехода к классике мы должны более внимательно рассмотреть возможность отождествления квантовых величин с классическими.

Помимо условий, при которых $\left\langle \frac{\partial U}{\partial x} \right\rangle \approx \frac{\partial U(\langle x \rangle)}{\partial \langle x \rangle}$, нужно ещё учесть

условия, при которых $T_{кл} = \frac{\langle p_x \rangle^2}{2m} \approx \frac{\langle \hat{p}_x^2 \rangle}{2m} = \langle \hat{T}_{кв} \rangle$.

Преобразуем выражение для $\langle \hat{T}_{кв} \rangle$:

$$\langle \hat{T}_{кв} \rangle = \frac{\langle \hat{p}_x^2 \rangle}{2m} = \frac{\langle \hat{p}_x^2 \rangle}{2m} - \frac{\langle \hat{p}_x \rangle^2}{2m} + \frac{\langle \hat{p}_x \rangle^2}{2m} = \frac{\langle \Delta p_x^2 \rangle}{2m} + T_{кл} > T_{кл}.$$

Здесь мы использовали формулу для среднеквадратичного отклонения физической величины А:

$$\langle \Delta A^2 \rangle \equiv \langle (A - \langle A \rangle)^2 \rangle \equiv \overline{(A - \bar{A})^2} = \langle A^2 \rangle - \langle A \rangle^2 \Rightarrow \frac{\langle \Delta \hat{p}_x^2 \rangle}{2m} = \frac{\langle \hat{p}_x^2 \rangle}{2m} - \frac{\langle \hat{p}_x \rangle^2}{2m}.$$

Полученная формула для $\langle \hat{T}_{кв} \rangle$ показывает, что квантовомеханическая средняя кинетическая энергия всегда больше, чем $T_{кл}$.

Для $\langle \hat{T}_{кв} \rangle \approx T_{кл}$ должно выполняться условие $\frac{\langle \Delta p_x^2 \rangle}{2m} \ll T_{кл} = \frac{\langle p_x^2 \rangle}{2m}$, что выполняется при больших кинетических энергиях частиц. Однако условие малости $\langle \Delta p_x^2 \rangle$ не может рассматриваться независимо от требования малости неопределённости координаты $\langle \Delta x^2 \rangle$, которое необходимо для выполнения условия (129), медленно меняющихся внешних полей.

Неопределённости импульса и координаты связаны соотношением неопределённостей Гейзенберга $\langle \Delta p_x^2 \rangle \langle \Delta x^2 \rangle \geq \hbar^2 / 4$ п.3.3.3, (или (61), $\overline{\Delta x^2} \overline{\Delta p_x^2} \geq \hbar^2 / 4$).

Таким образом, несмотря на очевидную аналогию квантовых и классических уравнений движения, не так просто точно определить условия, при которых происходит переход от квантовых к классическим уравнениям движения.