

ГЛАВА V

ДАЛЬНЕЙШЕЕ ПОСТРОЕНИЕ КВАНТОВОЙ МЕХАНИКИ
И СПЕКТРЫ

* *

§ 30. Операторный метод

1. *Операторный метод* широко распространен в большинстве исследований квантовой механики, а потому необходимо сообщить краткие сведения о нем. Это тем более необходимо для того, чтобы дать законченную форму связи символов квантовой механики с реально наблюдаемыми величинами.

Под *оператором* понимают символ, который при действии на функцию некоторых переменных дает новую функцию тех же переменных. Примерами такого действия могут служить умножение на x или на какую-либо функцию $f(x)$. Рассматриваемые с этой точки зрения символы x и $f(x)$ являются операторами. Для отличия от чисел их обозначают через \hat{x} и $\hat{f}(x)$, т. е. ставят шляпку над x и $f(x)$. Другим примером оператора может служить дифференцирование по x , т. е. $\frac{\partial}{\partial x}, \frac{\partial^2}{\partial x^2}, \dots$

Операторы можно складывать. Под *суммой операторов* $\hat{A} + \hat{B}$ понимают такой оператор, действие которого на любую функцию $f(x)$ дает результат $\hat{A}f(x) + \hat{B}f(x)$. Под *произведением операторов* $\hat{A}\hat{B}$ понимают оператор, результат действия которого на любую функцию $f(x)$ равен $\hat{A}[\hat{B}f(x)]$. Здесь функция $f(x)$ сначала подвергается действию оператора \hat{B} , а затем на полученный результат действует оператор \hat{A} . Частным случаем произведения операторов является произведение оператора \hat{A} на число λ , т. е. либо $\lambda\hat{A}$, либо $\hat{A}\lambda$, ибо всякое число можно рассматривать как частный случай оператора. В алгебре операторов не всегда соблюдается коммутативный закон относительно умножения. Это значит, что не всегда $\hat{A}\hat{B} = \hat{B}\hat{A}$. Если такое равенство соблюдается, то говорят, что операторы \hat{A} и \hat{B} *коммутируют* друг с другом. Иначе их называют *коммутирующими операторами*. В противном случае операторы \hat{A} и \hat{B} *не коммутируют* и называются *некоммутирующими* или *антикоммутирующими*. Примером некоммутирующих операторов могут служить умножение на x и дифференцирование по x . Действительно,

$$\left(x \frac{\partial}{\partial x}\right)f = x \frac{\partial f}{\partial x}, \quad \left(\frac{\partial}{\partial x} x\right)f = \frac{\partial}{\partial x}(xf) = f + x \frac{\partial f}{\partial x},$$

так что

$$\frac{\partial}{\partial x} x - x \frac{\partial}{\partial x} = 1. \quad (30.1)$$

Эти определения позволяют по заданным операторам \hat{A} и \hat{B} строить другие операторы $\hat{L}(\hat{A}, \hat{B})$, являющиеся их функциями. Определение это имеет смысл только для целых рациональных функций операторов \hat{A} и \hat{B} . Достаточность такого ограничения в этом построении связана с тем, что именно при таком ограничении в классической физике определяют новые физические величины через другие, ранее введенные физические величины.

Сложение и умножение операторов производится по обычным алгебраическим правилам сложения и умножения чисел. Единственное отличие состоит в том, что при умножении операторов не всегда можно переставлять порядок сомножителей. Например, всегда

$$(\hat{A} + \hat{B})^2 = (\hat{A} + \hat{B})(\hat{A} + \hat{B}) = \hat{A}^2 + \hat{B}\hat{A} + \hat{A}\hat{B} + \hat{B}^2.$$

В общем виде было бы неправильно писать

$$(\hat{A} + \hat{B})^2 = \hat{A}^2 + 2\hat{A}\hat{B} + \hat{B}^2.$$

Такая формула верна только тогда, когда операторы \hat{A} и \hat{B} коммутируют между собой, ибо при $\hat{B}\hat{A} = \hat{A}\hat{B}$ она получается из предыдущей. Но в случае некоммутирующих операторов эта формула неверна, ибо в этом случае $\hat{B}\hat{A} \neq \hat{A}\hat{B}$.

Оператор \hat{A} называется линейным, если для любых двух функций f и φ и любых постоянных λ и μ соблюдается соотношение

$$\hat{A}(\lambda f + \mu \varphi) = \lambda \hat{A}f + \mu \hat{A}\varphi.$$

В квантовой механике применяются только линейные операторы. В противном случае нарушался бы *принцип суперпозиции состояний*.

2. Предположим теперь, что многократно производится измерение координаты x частицы, причем частица, поскольку это позволяет опыт, всякий раз приводится в одинаковые макроскопические условия. Тогда состояние частицы в этих опытах можно характеризовать волновой функцией $\Psi(x)$, которую мы ради простоты будем считать функцией только одной пространственной координаты x . Среднее значение координаты, которое будет найдено в результате измерений, можно записать в виде

$$\langle x \rangle = \int x \Psi^* \Psi dx,$$

ибо $\Psi^* \Psi dx$ есть вероятность того, что частица будет обнаружена в интервале $x, x + dx$. При этом необходимо оговорить, что функция $\Psi(x)$ всюду конечна, отлична от нуля в ограниченной области пространства и нормирована к единице, т. е.

$$\int \Psi^* \Psi dx = 1, \quad (30.2)$$

где интегрирование производится по всему пространству, в котором Ψ отлична от нуля. Выражение для среднего значения $\langle x \rangle$ мы предполагаем записать в виде

$$\langle x \rangle = \int \Psi^* \hat{x} \Psi dx. \quad (30.3)$$

Совершенно так же вычисляется среднее значение функции $f(x)$, т. е. по формуле

$$\langle f(x) \rangle = \int \Psi^*(x) \hat{f}(x) \Psi(x) dx, \quad (30.4)$$

в которой $\hat{f}(x)$ рассматривается как оператор.

Если состояние Ψ меняется во времени, то формула (30.4) дает среднее значение для определенного момента времени. В этом случае в функции $\Psi(x, t)$ следует время t рассматривать как параметр, т. е. при взятии интеграла его следует считать постоянным.

3. Как же вычислять по волновой функции $\Psi(x)$ средние значения импульса частицы или средние значения целых рациональных функций от импульса? Будем предполагать, что в каждый момент времени функция $\Psi(x)$ всюду конечна и отлична от нуля в ограниченной области пространства, а потому может быть нормирована согласно формуле (30.2). В целях математического упрощения применим искусственный прием. Заменим истинную волновую функцию $\Psi(x)$ другой периодической функцией $\Phi(x)$ с периодом l , так что при любом x $\Phi(x + l) = \Phi(x)$. Функция $\Psi(x)$ отлична от нуля только на небольшом участке где-то в середине интервала $0 < x < l$ (основного периода). В этом интервале обе функции $\Psi(x)$ и $\Phi(x)$ совпадают. Вне интервала $0 < x < l$ функция $\Psi(x)$ обращается в нуль. Поэтому из нормировки (30.2) следует нормировка для функции $\Phi(x)$:

$$\int_0^l \Phi^*(x) \Phi(x) dx = 1. \quad (30.5)$$

Указанная замена не может существенно отразиться на явлениях, протекающих в рассматриваемое время в рассматриваемой нами области пространства. Действительно, различие между функциями $\Phi(x)$ и $\Psi(x)$ относится только к достаточно удаленным областям пространства, которые не могут оказать существенное влияние на протекание изучаемого нами явления. В пределе, когда $l \rightarrow \infty$, небольшие искажения явлений, вызванные заменой Ψ на Φ , совсем исчезают.

Периодическую функцию $\Phi(x)$ разложим в ряд Фурье:

$$\Phi(x) = \sum_{n=-\infty}^{n=+\infty} c_n e^{i k_n x}, \quad (30.6)$$

где

$$k_n = (2\pi/l) n. \quad (30.7)$$

Чтобы определить коэффициент c_m этого ряда, надо обе части (30.6) умножить на $e^{-ik_m x}$ и проинтегрировать по x от 0 до l . При этом

$$\int_0^l e^{i(k_n - k_m)x} dx = \begin{cases} l, & \text{если } n = m, \\ \frac{1}{i(k_n - k_m)} e^{i(k_n - k_m)x} \Big|_0^l = 0, & \text{если } n \neq m, \end{cases}$$

так как

$$e^{i(k_n - k_m)l} = e^{i2\pi(n-m)} = 1 = e^0.$$

С учетом этого получаем

$$c_m = \frac{1}{l} \int_0^l \Phi(x) e^{-ik_m x} dx = \frac{1}{l} \int_0^l \Psi(x) e^{-ik_m x} dx. \quad (30.8)$$

С учетом того же условия нормировка приводится к виду

$$\int_0^l \Phi^* \Phi dx = \int_0^l \Psi^* \Psi dx = l \sum_{n=-\infty}^{n=+\infty} |c_n|^2 = 1. \quad (30.9)$$

Выведем еще одну вспомогательную формулу. Имеем

$$\begin{aligned} \int_0^l \Phi^* \frac{\partial}{\partial x} \Phi dx &= \int_0^l \sum_m \sum_n c_m^* c_n e^{-ik_m x} \frac{\partial}{\partial x} e^{ik_n x} dx = \\ &= i \int_0^l \sum_m \sum_n c_m^* c_n k_n e^{i(k_n - k_m)x} dx, \end{aligned}$$

или после перестановки порядка суммирования и интегрирования

$$\int_0^l \Phi^* \frac{\partial}{\partial x} \Phi dx = i \sum_m \sum_n c_m^* c_n k_n \int_0^l e^{i(k_n - k_m)x} dx.$$

Входящий сюда интеграл уже был вычислен выше. Воспользовавшись вычисленным значением, получим

$$-i \int_0^l \Phi^* \frac{\partial}{\partial x} \Phi dx = l \sum_n |c_n|^2 k_n. \quad (30.10)$$

4. До сих пор мы не обращали внимания на зависимость функции Ψ , а с ней и функции Φ , от времени t . Наши вычисления, в сущности, относились к функциям $\Psi(x, t)$ и $\Phi(x, t)$ при фиксированном значении t , — время t рассматривалось как па-

раметр. Временная зависимость определяется из требования, чтобы функции Ψ и Φ удовлетворяли временному уравнению Шредингера (21.5). Такому условию удовлетворяет функция

$$\Phi(x, t) = \sum_n c_n e^{i(k_n x - \omega_n t)}, \quad (30.11)$$

где частоты ω_n определяются законом дисперсии $\omega_n = \omega_n(k_n)$ по формуле (19.6). Этот ряд представляет собой разложение функции $\Phi(x, t)$ по плоским волнам де Броиля¹⁾.

Волне де Броиля $e^{i(k_n x - \omega_n t)}$ соответствует импульс $p_n = \hbar k_n$. Значения импульса дискретны. Но эта дискретность искусственная и получилась в результате замены истинной волновой функции $\Psi(x, t)$ на вспомогательную периодическую функцию $\Phi(x, t)$. *Истинные значения импульса непрерывны.* И действительно, чем длиннее взять период l , тем меньше расстояние между соседними значениями дискретного спектра импульса. В пределе, когда $l \rightarrow \infty$, это расстояние стремится к нулю, так что фактически импульс становится величиной, меняющейся непрерывно. Измерение импульса в состоянии $\Phi(x, t)$ дает одно из значений p_n . Вероятность этого значения, в силу условия нормировки (30.9), равна $l |c_n|^2$. Поэтому среднее значение импульса, которое получится в результате измерения, будет равно

$$\langle p \rangle = \sum l |c_n|^2 p_n, \quad (30.12)$$

или в силу соотношения (30.10)

$$\langle p \rangle = \int_0^l \Phi^* \left(-i\hbar \frac{\partial}{\partial x} \right) \Phi dx.$$

Теперь можно выполнить предельный переход к $l \rightarrow \infty$ и получить формулу

$$\langle p \rangle = \int \Psi^* \left(-i\hbar \frac{\partial}{\partial x} \right) \Psi dx, \quad (30.13)$$

в которой всякая неопределенность, связанная с введением вспомогательной функции Φ , исчезла. При этом интегрирование распространяется уже по всему бесконечному пространству, так как большие значения x не вносят никакого вклада в интеграл.

¹⁾ Произвольную функцию $\Phi(x, t)$, периодичную по x , можно разложить в ряд Фурье по x , коэффициенты которого будут функциями t . Распространено ошибочное мнение, что это и есть разложение по плоским волнам де Броиля. Ошибка состоит в том, что периодическая функция $\Phi(x, t)$ не может быть произвольной, а должна удовлетворять уравнению Шредингера (21.5). Это накладывает ограничения на коэффициенты разложения как функции времени t .

Рассуждая аналогичным образом, можем без труда получить для произвольного целого положительного n

$$\langle p^n \rangle = \int \Psi^* \left(-i\hbar \frac{\partial}{\partial x} \right)^n \Psi dx, \quad (30.14)$$

а для целой рациональной функции импульса

$$\langle F(p) \rangle = \int \Psi^* F(\hat{p}) \Psi dx, \quad (30.15)$$

где через \hat{p} обозначен оператор

$$\hat{p} \equiv \hat{p}_x = -i\hbar \frac{\partial}{\partial x}, \quad (30.16)$$

называемый *оператором импульса*, точнее — оператором проекции импульса \hat{p}_x .

5. Квантовая механика постулативно обобщает полученные результаты на любые физические величины, являющиеся функциями координат и импульсов. Иначе говоря, она полагает

$$\langle F(x, p) \rangle = \int \Psi^*(x) F(\hat{x}, \hat{p}) \Psi(x) dx. \quad (30.17)$$

Здесь $F(x, p)$ — целая рациональная функция координат и импульсов, как она определяется классически, а $F(\hat{x}, \hat{p})$ — соответствующий ей оператор. Формула (30.17) и может быть положена в основу введения операторов в квантовую механику. Заметим, что поскольку мы располагаем операторами \hat{x} и \hat{p} в прямоугольных координатах, при нахождении оператора $F(\hat{x}, \hat{p})$ надо исходить из соответствующей классической формулы также в прямоугольных координатах или в векторной форме.

Нелишне подчеркнуть, что под x и p в формуле (30.17) нельзя понимать значения координаты x и импульса p , полученные в результате одного и того же измерения. Такое понимание противоречит принципу неопределенностей Гейзенберга. Под x и p следует понимать координату и импульс в классическом смысле. Квантовая механика заменяет эти величины операторами \hat{x} и \hat{p} и вводит новые операторы $F(\hat{x}, \hat{p})$. Оператор $F(\hat{x}, \hat{p})$ получается в результате применения к \hat{x} и \hat{p} тех же операций сложения и умножения, с помощью которых в классической физике по значениям x и p находится значение функции $F(x, p)$. Здесь нет еще никакой статистичности, свойственной квантовой механике. Статистичность появляется при переходе к формуле (30.17), ибо она дает только среднее значение функции $F(x, p)$, а не ее истинное значение (которое в квантовой механике, вообще говоря, может не иметь никакого смысла из-за невозможности характеризовать состояние частицы одновременным заданием x и p). Получение оператора $F(\hat{x}, \hat{p})$ из классической функции $F(x, p)$ обусловливает, наряду с другими соображениями, тесную связь между классической и квантовой механиками. По-

лучается парадоксальное утверждение, что обоснование квантовой механики *принципиально невозможно* без механики классической, хотя квантовая механика является более общей теорией, в которой классическая механика содержится как предельный частный случай. Этот предельный случай получается из квантовой механики, когда постоянная Планка \hbar пренебрежимо мала по сравнению со всеми величинами той же размерности, играющими роль в рассматриваемом явлении.

Все полученные результаты выведены для одномерного случая. Это сделано только в целях простоты и сокращения записи формул. Но эти результаты без труда обобщаются и на трехмерный случай. Так, оператором трехмерного импульса частицы является символический вектор

$$\hat{\mathbf{p}} = -i\hbar \left(\frac{\partial}{\partial x} \mathbf{i} + \frac{\partial}{\partial y} \mathbf{j} + \frac{\partial}{\partial z} \mathbf{k} \right) = -i\hbar \nabla, \quad (30.18)$$

а формула для среднего значения такого импульса принимает вид

$$\langle \mathbf{p} \rangle = \int \Psi^* (-i\hbar \nabla) \Psi dV, \quad (30.19)$$

где интегрирование производится по всему пространству V , а функция Ψ предполагается нормированной к единице:

$$\int \Psi^* \Psi dV = 1. \quad (30.20)$$

Таким образом, всякой классической величине $F(\mathbf{r}, \mathbf{p})$ квантовая механика сопоставляет оператор $F(\hat{\mathbf{r}}, \hat{\mathbf{p}})$, получающийся заменой классических величин \mathbf{r} и \mathbf{p} на соответствующие операторы $\hat{\mathbf{r}}$ и $\hat{\mathbf{p}}$. При этом связь с реально наблюдаемыми величинами устанавливается статистически с помощью формулы

$$\langle F(\mathbf{r}, \mathbf{p}) \rangle = \int \Psi^* F(\hat{\mathbf{r}}, \hat{\mathbf{p}}) \Psi dV. \quad (30.21)$$

6. Поставим теперь вопрос, не существует ли таких состояний, что при измерении величины L , соответствующей оператору L , всегда получается определенное значение L . Легко видеть, что такому условию удовлетворяют волновые функции, являющиеся решениями уравнения

$$\hat{L}\Psi = L\Psi. \quad (30.22)$$

Действительно, в этом случае

$$\langle L \rangle = \int \Psi^* \hat{L} \Psi dx = \int \Psi^* L \Psi dx = L \int \Psi^* \Psi dx = L,$$

т. е. среднее значение $\langle L \rangle$ всегда равно L . А это возможно тогда и только тогда, когда результат каждого измерения равен L . Мы доказали достаточность условия (30.22). Немного сложнее до-

казывается и его необходимость, но на этом мы не будем останавливаться.

Функции Ψ , удовлетворяющие уравнению (30.22), называются *собственными функциями* оператора \hat{L} , а числа L — его *собственными значениями*. В квантовой механике принимается, что при измерении физической величины могут получиться (с той или иной вероятностью) только собственные значения соответствующего ей оператора. Так как физические величины *существенно вещественны*, то операторы \hat{L} физических величин должны быть такими, чтобы их собственные значения были также *вещественными*. Но мы не будем углубляться в обсуждение условий, при которых это требование выполняется.

Уравнение (30.22) является обобщением на случай любых физических величин правила квантования энергии, рассмотренного в предыдущей главе. Чтобы убедиться в этом, найдем оператор \hat{H} , соответствующий полной энергии частицы. Согласно изложенному такой оператор представляется суммой операторов кинетической и потенциальной энергий, т. е.

$$\hat{H} = \frac{1}{2m} \hat{p}^2 + \hat{U} = -\frac{\hbar^2}{2m} \nabla^2 + U. \quad (30.23)$$

Следовательно, (30.22) переходит в

$$\left(-\frac{\hbar^2}{2m} \nabla^2 + U \right) \psi = \mathcal{E} \psi.$$

Это уравнение Шредингера (21.7) для стационарных состояний. Таким образом, сокращенно его можно записать в символической форме

$$\hat{H} \psi = \mathcal{E} \psi, \quad (30.24)$$

отличающейся от (30.22) только обозначениями. Общее уравнение Шредингера (21.5) для нестационарных состояний также можно записать символически:

$$i\hbar \frac{\partial \Psi}{\partial t} = \hat{H} \Psi. \quad (30.25)$$

Для полноты заметим, что *уравнение (30.25) справедливо не только в случае потенциальных сил, но и в случае, когда силы потенциалом не обладают* (например, магнитные силы). Требуется только, чтобы соответствующие классические уравнения могли быть записаны в форме *уравнений Гамильтона*. В этом случае \hat{A} называют *оператором Гамильтона* или *гамильтонианом*. Если силы потенциальны, то гамильтониан тождественно совпадает с оператором энергии.

Приведем второй пример на применение уравнения (30.22). Найдем собственные функции и собственные значения оператора импульса. Ограничивааясь одномерным случаем, положим

$L = \hat{p} = -i\hbar \frac{\partial}{\partial x}$ и получим

$$-i\hbar \frac{\partial \Psi}{\partial x} = p\Psi.$$

Отсюда

$$\Psi = C(t) e^{ipx/\hbar} = C(t) e^{ikx}.$$

Чтобы удовлетворить общему уравнению Шредингера (30.25), следует положить $C(t) = Ce^{-i\omega t}$, т. е.

$$\Psi = Ce^{i(kx - \omega t)}. \quad (30.26)$$

Таким образом, собственными функциями оператора импульса являются плоские волны де Броиля. Параметр p может принимать любые значения, т. е. спектр собственных значений оператора \hat{p} непрерывный.

В связи с этим заметим, что к уравнению (30.22) мы пришли на основе уравнения (30.21). Наш вывод последнего предполагал выполнение условия нормировки (30.20), т. е. обращения функции Ψ в нуль на бесконечности. Собственные функции (30.26) этому условию не удовлетворяют. Да и в случае оператора энергии при $\mathcal{E} > 0$ собственные значения образуют непрерывный спектр, и нормировка (30.20) не может быть выполнена. В этих случаях наше доказательство формулы (30.22) не проходит. Однако сама формула (30.22) остается верной. Можно так обобщить нормировку (30.20), чтобы распространить доказательство и на такие случаи. Но для этого надо пользоваться *обобщенными функциями*. На этом формальном вопросе мы останавливаться не будем. В физике в принципе достаточно ограничиться волновыми функциями, обращающимися в нуль на бесконечности, для которых нормировка (30.20) всегда выполняется.

7. Остановимся в заключение еще на одном вопросе, специфическом только для квантовой, но не классической механики. Пусть \hat{A} и \hat{B} — два квантовомеханических оператора, каждому из которых соответствует свой спектр собственных значений. Всегда ли существует состояние Ψ , в котором оба оператора имеют определенные собственные значения A и B ? Иными словами, существует ли состояние Ψ , в котором обе величины A и B измеримы одновременно? Для ответа на этот вопрос допустим, что Ψ_n является собственной функцией как оператора \hat{A} , так и оператора \hat{B} , т. е.

$$\hat{A}\Psi_n = A_n\Psi_n, \quad \hat{B}\Psi_n = B_n\Psi_n,$$

где A_n и B_n — числа, представляющие собой собственные значения операторов \hat{A} и \hat{B} в одном и том же состоянии Ψ_n . Умножим первое равенство слева на оператор \hat{B} . Получим

$$\hat{B}\hat{A}\Psi_n = \hat{B}A_n\Psi_n = A_n\hat{B}\Psi_n = A_nB_n\Psi_n.$$

Аналогично

$$\hat{A}\hat{B}\Psi_n = B_n A_n \Psi_n.$$

Отсюда $(\hat{A}\hat{B} - \hat{B}\hat{A})\Psi_n = 0$. На этом основании нельзя еще заключить, что $\hat{A}\hat{B} - \hat{B}\hat{A} = 0$, так как Ψ_n — не произвольная функция, а лишь одна из общих собственных функций операторов \hat{A} и \hat{B} ¹⁾.

Допустим, однако, что каждая собственная функция оператора \hat{A} является также собственной функцией оператора \hat{B} и наоборот. Существует математическая теорема, которую мы доказывать не будем, что произвольная волновая функция Ψ может быть разложена по собственным функциям оператора \hat{A} (или, что то же самое, оператора \hat{B}), т. е.

$$\Psi = \sum c_n \Psi_n$$

(предполагается, что спектр дискретный, что несущественно). Из этой формулы и из соотношения $(\hat{A}\hat{B} - \hat{B}\hat{A})\Psi_n = 0$ следует

$$(\hat{A}\hat{B} - \hat{B}\hat{A})\Psi = 0.$$

Теперь уже ввиду произвольности Ψ можно заключить, что

$$\hat{A}\hat{B} = \hat{B}\hat{A}, \quad (30.27)$$

т. е. операторы \hat{A} и \hat{B} коммутативны. Действительно, единственный оператор, обращающий в нуль произвольную функцию, есть оператор умножения на нуль.

Итак, если все собственные функции операторов \hat{A} и \hat{B} совпадают, то эти операторы коммутируют. Справедлива и обратная теорема: если операторы \hat{A} и \hat{B} коммутируют, то совпадают и их собственные функции. Эту теорему мы также примем без доказательства.

Приведенной теореме можно придать и другую формулировку. Две величины A и B измеримы одновременно, вообще говоря, тогда и только тогда, когда соответствующие им операторы \hat{A} и \hat{B} коммутируют. Это правило может нарушаться только в отдельных исключительных случаях (см. § 31, пункты 1 и 4).

Например, координаты x и y можно измерить одновременно, так как операторы \hat{x} и \hat{y} коммутируют. Напротив, координата x и соответствующий ей импульс p_x одновременно измерены быть не могут, поскольку операторы \hat{x} и \hat{p}_x не коммутируют, как это видно из формулы (30.1). Именно этого требует принцип неопределенностей Гейзенберга. Координата x и импульс p_y , соответствующий другой координате y , измеримы одновременно,

¹⁾ Например, из равенства $\left(\frac{\partial^2}{\partial x^2} - \frac{\partial^3}{\partial x^3} \right) x = 0$ не следует, что $\frac{\partial^2}{\partial x^2} - \frac{\partial^3}{\partial x^3} = 0$.

ибо операторы \hat{x} и $\hat{p}_y = -i\hbar \partial/\partial y$ коммутируют, поскольку при дифференцировании по y координата x ведет себя как постоянная.

§ 31. Момент импульса частицы

1. Момент импульса частицы \mathbf{l} относительно начала координат O в классической механике определяется векторным произведением $[\mathbf{r}\mathbf{p}]$. Такое определение в квантовой механике не имеет смысла, поскольку не существует состояния, в котором оба вектора \mathbf{r} и \mathbf{p} имели определенные значения. В квантовой механике векторному произведению $[\mathbf{r}\mathbf{p}]$ соответствует оператор

$$\hat{\mathbf{l}} = [\hat{\mathbf{r}} \hat{\mathbf{p}}] \quad (31.1)$$

Раскрывая это векторное произведение и соблюдая при этом порядок расположения операторов координат и проекций вектора импульса, найдем операторы проекций момента импульса на координатные оси X, Y, Z :

$$\begin{aligned} \hat{l}_x &= (\hat{y}\hat{p}_z - \hat{z}\hat{p}_y) = i\hbar \left(z \frac{\partial}{\partial y} - y \frac{\partial}{\partial z} \right), \\ \hat{l}_y &= (\hat{z}\hat{p}_x - \hat{x}\hat{p}_z) = i\hbar \left(x \frac{\partial}{\partial z} - z \frac{\partial}{\partial x} \right), \\ \hat{l}_z &= (\hat{x}\hat{p}_y - \hat{y}\hat{p}_x) = i\hbar \left(y \frac{\partial}{\partial x} - x \frac{\partial}{\partial y} \right). \end{aligned} \quad (31.2)$$

Через эти проекции сам оператор вектора момента импульса выражается формулой

$$\hat{\mathbf{l}} = \hat{l}_x \mathbf{i} + \hat{l}_y \mathbf{j} + \hat{l}_z \mathbf{k}. \quad (31.3)$$

Смысл этого векторного оператора выяснится, если написать результат действия его на произвольную функцию ψ . Это есть

$$\hat{\mathbf{l}}\psi = i(\hat{l}_x\psi) + j(\hat{l}_y\psi) + k(\hat{l}_z\psi), \quad (31.4)$$

т. е. вектор с составляющими $\hat{l}_x\psi, \hat{l}_y\psi$ и $\hat{l}_z\psi$. Таким образом, произвольной волновой функции ψ соответствует вектор, определяемый выражением (31.4). Возникает, однако, вопрос, существует ли такая функция ψ , для которой все три проекции вектора (31.4) имеют определенные значения, т. е. одновременно выполняются все три равенства:

$$\hat{l}_x\psi = l_x\psi, \quad \hat{l}_y\psi = l_y\psi, \quad \hat{l}_z\psi = l_z\psi. \quad (31.5)$$

Для ответа на этот вопрос надо найти правила коммутации операторов $\hat{l}_x, \hat{l}_y, \hat{l}_z$. Перемножая операторы \hat{l}_x и \hat{l}_y и сохраняя