

Л. И. МАНДЕЛЬШТАМ и И. Е. ТАММ

**СООТНОШЕНИЕ НЕОПРЕДЕЛЕННОСТИ ЭНЕРГИЯ — ВРЕМЯ  
В НЕРЕЛЯТИВИСТСКОЙ КВАНТОВОЙ МЕХАНИКЕ**

1. Наряду с соотношением неопределенности, относящимся к координате  $q$  и импульсу  $p$ , в квантовой механике рассматривается также соотношение неопределенности пары энергия — время.

Первое соотношение в форме неравенства

$$\Delta q \cdot \Delta p \geq \frac{\hbar}{2}, \quad (1)$$

где  $\Delta q$  и  $\Delta p$  — соответственные стандарты\*, а  $\hbar$  — деленная на  $2\pi$  постоянная Планка, вытекает, как известно, непосредственно из квантово-механического формализма. Что же касается обычных рассуждений о так называемом микроскопе Гейзенberга, об определении скорости при помощи Допплер-эффекта и т. п., то они по существу имеют целью выявить связь между измерениями координат и импульсов и квантово-механическим формализмом.

Совершенно иначе обстоит дело с соотношением

$$\Delta H \cdot \Delta T \sim \hbar, \quad (2)$$

где  $\Delta H$  — стандарт энергии,  $\Delta T$  — некоторый промежуток времени, а знак  $\sim$  означает, что левая часть по меньшей мере порядка правой.

Для его обоснования обычно ссылаются на тривиальное соотношение  $\Delta\nu \cdot \Delta T \sim 1$ , связывающее «неточность»  $\Delta\nu$  измерения частоты монохроматического колебания с промежутком времени  $\Delta T$ , в течение которого измерение производится, с одной стороны, и на соотношение: энергия =  $\hbar\nu$ , с другой.

Однако уже неоднократно подчеркивалось то обстоятельство, что в нерелятивистской квантовой механике целесообразно считать энергию «observable» в смысле Дирака, соответствующей оператору Гамильтона данной механической системы. При таком определении нельзя, конечно, отождествлять энергию с умноженной на  $\hbar$  частотой монохроматического колебания. Поэтому указанное обоснование теряет силу, а само соотношение (2) перестает быть содержательным.

Иногда вместо этого ссылаются на каноническую сопряженность энергии и времени. Но такая расплывчатая ссылка вряд ли может считаться содержательной уже по одному тому, что здесь остается открытым вопрос о том, что нужно понимать под  $\Delta H$  и  $\Delta T$ .

Повидимому, общего, вытекающего из основных положений квантовой механики обоснования соотношения (2) или другого аналогичного соотношения неопределенности, относящегося к энергии, до сих пор дано не было. Взамен этого рассматривались специальные случаи, причем для каждого из них давалось свое, отличное

\* Стандартом, как известно, называется корень квадратный из среднего квадратичного отклонения от среднего.

от случая к случаю, определение величин  $\Delta H$  и  $\Delta T$  и показывалось, что определенные таким образом величины удовлетворяют соотношению (2).

2. Цель настоящей заметки — указать одно весьма общее соотношение неопределенности для энергии, которое, как и (1), вытекает из квантового формализма, но с учетом уравнения Шредингера.

В основе его лежит следующее соображение. Как известно, полная энергия замкнутой квантово-механической системы, вообще говоря, не имеет, в противоположность классике, одного определенного, постоянного во времени значения. Здесь постоянной остается вероятность измерить каждое из возможных значений энергии системы. В этом и состоит закон сохранения энергии в квантовой механике.

Только в частном случае стационарного состояния энергия вполне определена. Но в этом случае, как легко видеть, все динамические величины или, иначе, их функции распределения остаются постоянными.

Иными словами, определенность полной энергии системы влечет за собой постоянство во времени всех динамических величин. Уже из этого можно сделать заключение, что существует общая зависимость между дисперсией полной энергии системы и изменением координат, импульсов и т. д. во времени.

Соотношение неопределенности, о котором идет речь, дает количественную формулировку этой зависимости.

Пусть  $R$  и  $S$  обозначают две какие-нибудь величины и одновременно соответствующие им эрмитовы операторы. Как известно, справедливы два следующие соотношения:

$$\Delta S \cdot \Delta R \geq \frac{1}{2} |RS - SR|, \quad (3)$$

где  $\Delta S$  и  $\Delta R$  — стандарты величин  $S$  и  $R$ , а горизонтальная черта обозначает, как обычно, квантово-механическое среднее, и

$$h \frac{\partial \bar{R}}{\partial t} = i(\bar{H}R - R\bar{H}) \quad (4)$$

( $H$  — гамильтониан системы, не содержащий явно времени).

Полагая в (3)  $S \equiv H$ , мы на основании (3) и (4) получаем искомую формулировку соотношения неопределенности для энергии в форме следующего неравенства:

$$\Delta H \cdot \Delta R \geq \frac{h}{2} \left| \frac{\partial \bar{R}}{\partial t} \right|. \quad (5)$$

Это соотношение связывает таким образом между собой стандарт  $\Delta H$  полной энергии замкнутой системы, стандарт  $\Delta R$  какой-нибудь динамической величины и изменение среднего значения этой величины.

Соотношению (5) может быть придана несколько иная форма. Оно не нарушится при замене в нем величины  $\left| \frac{\partial \bar{R}}{\partial t} \right|$  величинами  $\frac{\partial \bar{R}}{\partial t}$  или  $-\frac{\partial \bar{R}}{\partial t}$ . Проинтегрировав его затем от  $t$  до  $t + \Delta t$ , и приняв во внимание, что  $\Delta H$  постоянно, получим

$$\Delta H \cdot \Delta t \geq \frac{h}{2} \frac{|\bar{R}_{t+\Delta t} - \bar{R}_t|}{\Delta \bar{R}}, \quad (5a)$$

где справа в знаменателе стоит среднее за время  $\Delta t$  значение стандарта  $\Delta R$ .

Иногда (особенно в случае непрерывного спектра собственных значений) целесообразно относить изменения среднего значения какой-нибудь величины к ее стандарту. Такое сравнение позволяет в ряде случаев судить об эффективности происшедшего изменения. Для иллюстрации можно сослаться на несколько аналогичное положение, с которым мы имеем дело при оценке разрешающей способности оптических инструментов.

В этих случаях удобно ввести специальное обозначение  $\Delta T$  для минимального времени, за которое среднее значение некоторой величины изменяется на величину ее стандарта.  $\Delta T$  можно назвать стандартным временем.

С этим обозначением (5а) может быть написано так:

$$\Delta H \cdot \Delta T \geq \frac{h}{2}. \quad (5b)$$

Из (5а) следует, что для того, чтобы какая-нибудь величина изменилась, необходимо не только, чтобы  $\Delta H \neq 0$ , но чтобы был отличен от нуля и средний стандарт самой величины (если  $\Delta H \neq \infty$ )\*. Таким образом, динамическая величина не может изменяться, оставаясь все время лишенной дисперсии; этот результат, очевидный для случая дискретного спектра, не является таковым для спектра непрерывного. Далее, из (5а) следует, например, что если в какой-нибудь момент времени дисперсия величины  $R$  равна нулю, а среднее значение ее не остается постоянным, то вначале, т. е. для малых  $\Delta t$ , стандарт изменяется значительно быстрее, чем  $R$ .

Характерной чертой приведенного соотношения неопределенности для энергии является то обстоятельство, что в него входит произвольная величина  $R$ , и что поэтому его физическое содержание различно в зависимости от выбора этой величины.

Неучетом этого обстоятельства и объясняется, повидимому, что отдельные конкретные задачи, к которым применялось соотношение (2), в ряде случаев оставались без взаимной связи.

3. В качестве иллюстрации рассмотрим три примера. Пусть имеется одномерный волновой пакет. Если положить  $R \equiv q$ , то  $\bar{R}$  есть центр тяжести пакета,  $\Delta R$  может рассматриваться как его средняя ширина, а  $\Delta T$  — время прохождения пакета. Соотношение (5б) показывает, что точность локализации во времени прохождения пакета через какую-нибудь точку пространства находится в прямой зависимости от дисперсии полной энергии системы и не может быть большой при малой величине этой последней, причем (5б) дает количественное соотношение между  $\Delta H$  и  $\Delta T$ .

Этот пример приводится обычно и в связи с соотношением (2), но обоснование указанного результата дается в предположении, что движение происходит в отсутствии внешних сил. (5б) показывает, что результат справедлив для движения в любом потенциальном силовом поле.

Второй и третий примеры, которые сейчас будут приведены, тоже рассматривались нередко в связи с соотношением (2). Но при этом давалось новое определение  $\Delta H$  и  $\Delta T$ , и весь разбор шел вне всякой связи с первым примером. Здесь же все три примера являются частными случаями соотношения (5).

\* Довольно часто приходится рассматривать состояния, стандарт энергии  $\Delta H$  которых бесконечен (например, в тех случаях, когда энергия распределена по дисперсионной формуле  $\frac{\text{const}}{(H - H_0)^2 + \Gamma^2}$ ); так как применение соотношения (5) к таким случаям становится бессодержательным, то было бы весьма желательно найти более общее соотношение того же типа, как и (5).

Пусть нам дана система с двумя степенями свободы и пусть ее гамильтониан  $H(q_1, q_2)$  имеет вид:

$$H(q_1, q_2) = H_1(q_1) + H_2(q_2) + \mu H_{12}(q_1, q_2).$$

Если  $\mu$  мало или если член  $H_{12}$  — типа энергии взаимодействия при столкновении двух упругих частиц, то принято говорить о двух системах с одной степенью свободы, находящихся во взаимодействии друг с другом.

В этих предположениях  $\bar{H}_1 + \bar{H}_2 \cong \bar{H}$ ; при известных условиях (при резонансе)  $\bar{H}_1$  и  $\bar{H}_2$  существенно изменяются во времени, между тем как их сумма остается приблизительно постоянной. В этом случае говорят о переходе энергии из одной системы в другую, называя  $\bar{H}_1$  энергией первой, а  $\bar{H}_2$  энергией второй системы.

Положим  $R \equiv H_2$ ; тогда (5а) показывает, что чем меньше дисперсия полной энергии всей системы в целом, тем, вообще говоря, медленнее происходит переход энергии, или точнее: стандартное время перехода энергии из одной системы в другую не меньше, чем  $\frac{\hbar}{2\Delta H}$ .

Наглядной иллюстрацией этого случая может служить одномерное соударение двух упругих частиц исчезающего размера и одинаковой массы, из которых первая имеет скорость, отличную от нуля, с малой дисперсией, а вторая находится почти в покое.

В плоскости  $q_1$  и  $q_2$  ( $q_1$  и  $q_2$  — координаты частиц) процесс соударения приближенно отображается отражением ограниченного и по длине и по ширине цуга волн от зеркала, помещенного под углом  $45^\circ$  к направлению  $q_1$ , причем волновая «линия» цуга перпендикулярна к  $q_1$ , а длина и ширина цуга весьма велики по сравнению с длиной волны; пусть длина цуга значительно больше ширины. До столкновения волновая функция состоит из цуга, распространяющегося вдоль  $q_1$  по направлению к зеркалу. Пока цуг не дошел до зеркала,  $H_2 \approx 0$ . Затем передняя часть цуга отражением заворачивается на  $90^\circ$ . Пока время  $\Delta t$ , прошедшее от начала отражения, мало, отраженная часть цуга заключает малое количество волн. Иными словами,  $\Delta H_2$  в этой стадии сравнительно велико, а  $\bar{H}_2$  еще мало.

При дальнейшем продвижении цуга отношение  $\bar{H}_2 / \Delta H_2$  растет, пока весь цуг волн не перейдет в направление  $q_2$ . Легко видеть также, что при уменьшении дисперсии энергии всей системы, что соответствует, например, большей длине первоначального цуга, все соответственные времена (в частности, стандартное время) увеличиваются, что также находится в качественном согласии с (5б).

Совсем другой смысл имеет известное соотношение, вытекающее из теории возмущений:

$$|(H_1 + H_2) - (H_{10} + H_{20})| \sim \frac{\hbar}{t}, \quad (6)$$

где  $H_{10}$  и  $H_{20}$  означают начальные энергии взаимодействующих систем (или частиц) 1 и 2 в момент  $t=0$ , а  $H_1$  и  $H_2$  — их энергии в момент  $t$ . Величина  $H' = H_1 + H_2$ , которую мы будем называть собственной энергией частиц, отнюдь не равна полной энергии системы  $H = H_1 + H_2 + \mu H_{12}$ , так что соотношение (6) не имеет отношения к неопределенности  $\Delta H$  полной энергии системы, которая для всякой изолированной системы остается постоянной во времени.

Более того, если рассматривать не полную энергию  $H$ , а лишь собственную энергию частиц  $H'$ , то все же, вопреки часто встреча-

ющемуся утверждению, соотношение (6) отнюдь не означает, что неопределенность собственной энергии частиц уменьшается по мере роста промежутка времени  $t$ , в течение которого эти частицы взаимодействуют. Действительно, вероятность того, что под влиянием заданного возмущения  $\mu H_{12}$  система за время  $t$  перейдет из начального состояния  $\Psi_0$  с собственной энергией  $H'_0 = H_{10} + H_{20}$  в состояние с собственной энергией  $H' = H_1 + H_2$  пропорциональна осциллирующей во времени величине  $\frac{\sin^2(H' - H'_0)t/\hbar}{(H' - H'_0)^2}$ . Поэтому вероятность  $w(\varepsilon, t)$  того, что  $H'$  будет в момент  $t$  отличаться от  $H'_0$  не меньше, чем на заданную величину  $\varepsilon$ , не стремится к нулю с ростом  $t$ .

Можно, однако, поставить вопрос по-иному. Разобъем результаты измерения состояния системы в момент  $t$  на два класса; в класс  $A$  отнесем те случаи, когда система в момент  $t$  оказалась в исходном состоянии  $\Psi_0$ , а в класс  $B$  — все остальные случаи. По мере роста  $t$  вероятность случаев  $A$  падает, причем чем больше  $t$ , тем больше превалируют переходы системы в состояния, удовлетворяющие закону сохранения собственной энергии  $H'$  (резонанс); именно поэтому определенная выше вероятность  $w(\varepsilon, t)$  не существенно изменяется во времени, несмотря на уменьшение со временем случаев  $A$ , соответствующих точному сохранению собственной энергии частиц. Иными словами, если откинуть случаи класса  $A$  и рассматривать относительную вероятность различных результатов измерения внутри класса  $B$  (обнимающего измененные по сравнению с начальным состояниям системы), то такая относительная вероятность  $w_B(\varepsilon, t)$  результатов измерений класса  $B$ , в которых величина  $|H' - H'_0|$  в момент  $t$  не меньше заданной величины  $\varepsilon$ , будет уменьшаться со временем. Формула (6) и устанавливает связь между  $t$  и тем значением  $\varepsilon = |(H_1 + H_2) - (H_{10} + H_{20})|$ , при котором определенная таким образом вероятность  $w_B(\varepsilon, t)$  становится сравнимой с единицей.

Нам не удалось пока установить связь между соотношением (6) и формулированным выше соотношением неопределенности (5) — (5b), хотя мы и склонны считать существование такой связи вполне вероятным.

В качестве третьего примера рассмотрим вопрос о ширине спектральных линий или, общее, о связи между «длительностью жизни» т данного состояния системы  $\Psi_0$  и неопределенностью  $\Delta H$  энергии этого состояния.

Обозначим через  $L$  проекционный оператор, соответствующий состоянию системы  $\Psi_0$  и определяемый соотношением

$$L\Psi = (\Psi_0\Psi)\cdot\Psi_0,$$

где

$$(\Psi_0\Psi) = \int \Psi_0^* \Psi dx.$$

Одно из собственных значений оператора  $L$  равно 1, все остальные равны нулю. Поэтому

$$L^2 = L. \quad (7)$$

Математическое ожидание  $\bar{L}$  равно вероятности того, что система находится в состоянии  $\Psi_0$ ; очевидно, что  $\bar{L} \leq 1$ .

На основании (7)

$$\Delta L = \sqrt{\bar{L}^2 - (\bar{L})^2} = \sqrt{\bar{L} - (\bar{L})^2}.$$

Поэтому соотношение (5) принимает для оператора  $L$  вид\*

$$\Delta H \cdot \sqrt{L - (\bar{L})^2} \geq \frac{\hbar}{2} \left| \frac{d\bar{L}}{dt} \right|. \quad (8)$$

Пусть при  $t=0$  система находится в состоянии  $\psi_0$ , т. е.  $\bar{L}(0)=1$ . Тогда из (8) следует, что при  $t>0$

$$\frac{\pi}{2} - \arcsin \sqrt{\bar{L}(t)} \geq \frac{\Delta H \cdot t}{\hbar},$$

или

$$\bar{L}(t) \geq \cos^2 \left( \frac{\Delta H \cdot t}{\hbar} \right). \quad (9)$$

Если обозначить через  $\tau$  время полураспада состояния  $\psi_0$  (т. е.  $L(\tau) = \frac{1}{2}$ , если  $L(0)=1$ ), то из (9) получается хорошо известное

(но уточненное в отношении числового множителя) соотношение между  $\tau$  и неопределенностью  $\Delta H$  энергии состояния  $\psi_0$ :

$$\tau \cdot \Delta H \geq \frac{\pi}{4} \hbar. \quad (10)$$

Заметим еще, что в ряде вопросов, относящихся к измерениям, соотношение (5) дает часто возможность судить о величине промежутка времени, необходимом для получения достаточной «точности» измерения в тех или иных условиях.

4. Соотношение неопределенности (1) выводится обычно для так называемого чистого случая, т. е. в предположении существования волновой функции. То же самое предположение лежит в основе вышеприведенного вывода соотношения (5).

Однако, как (1), так и (5) справедливы и для общего случая «смеси». Это легко видеть из следующего.

Известно, что в общем случае смеси

$$\bar{R} = \sum p_i \int \varphi_i^* (R \varphi_i) dv, \quad (11)$$

где  $\varphi_i$  — некоторые функции, которые можно рассматривать как волновые функции тех чистых случаев, из которых смесь «составлена», а

$p_i$  — положительные числа, причем  $\sum p_i = 1$ .

Мы сохраним горизонтальную черту без индекса для обозначения среднего значения какой-нибудь величины  $F$  по всей совокупности. Пусть далее

$$\bar{F}^i = \int \varphi_i^* (F \varphi_i) dv.$$

Тогда, согласно (11)

$$\bar{R} = \sum p_i \bar{R}^i \text{ и } (\Delta R)^2 = \overline{(R - \bar{R})^2} = \sum p_i \overline{(R - \bar{R})^2}^i. \quad (12)$$

Наконец, обозначим еще

$$(\Delta_i R)^2 = \overline{(R - \bar{R}^i)^2}^i.$$

Из (12)

$$(\Delta R)^2 = \sum p_i \{ \bar{R}^{2i} - 2\bar{R}\bar{R}^i + (\bar{R})^2 \};$$

\* Из (8), в частности, вытекает в соответствии с общим соотношением между скоростью изменения и стандартом произвольной величины, что экспоненциальный закон распада  $\bar{L}(t) = e^{-\Gamma t}$  может осуществляться лишь начиная с некоторого времени  $t$ , большего чем  $t_0 = \frac{1}{\Gamma} \ln \left( 1 + \frac{\hbar^2 \gamma^2}{4 \cdot \Delta H^2} \right)$ .

но так как  $i$ -ый член суммы не меньше, чем  $* p_i (\bar{R} - \bar{R}^i)^2 = p_i (\Delta_i R)^2$ , то мы получаем:

$$(\Delta R)^2 \geq \sum p_i (\Delta_i R)^2. \quad (13)$$

Пусть мы имеем две величины  $R$  и  $S$  и пусть

$$(\Delta_i R)^2 \cdot (\Delta_i S)^2 \geq a_i^2; \quad (14)$$

тогда справедливо неравенство:

$$(\Delta R)^2 \cdot (\Delta S)^2 \geq \left( \sum p_i a_i \right)^2. \quad (15)$$

Действительно, ввиду (13) и (14)

$$\begin{aligned} (\Delta R)^2 \cdot (\Delta S)^2 &\geq \sum p_i (\Delta_i R)^2 \cdot \sum p_k (\Delta_k S)^2 \geq \\ &\geq \sum_{i, k < i} p_i p_k \left\{ \left( \frac{\Delta_i R}{\Delta_k R} \right)^2 a_i^2 + \left( \frac{\Delta_k R}{\Delta_i R} \right)^2 a_k^2 \right\} + \sum_i p_i^2 a_i^2. \end{aligned}$$

Член первой суммы справа со знаками  $i$  и  $k$  не меньше, чем  $2p_i p_k a_i a_k$ , откуда непосредственно следует справедливость соотношения (15).

Пусть  $S \equiv q$ ,  $R \equiv p$ . Согласно (1) и (14)  $a_i = \frac{\hbar}{2}$ . Поэтому из (15) вытекает, что соотношение (1) остается справедливым и для смеси, так как ведь  $\Delta R$  и  $\Delta S$  суть стандарты соответственных величин для всей совокупности.

Чтобы применить (15) для обобщения соотношения (5), нужно принять во внимание, что все  $\varphi_i$  суть решения одного и того же уравнения Шредингера. Пусть  $S \equiv H$ , тогда, сравнивая (5) и (14), мы можем положить

$$a_i^2 = \frac{\hbar^2}{4} \left( \frac{\partial \bar{R}^i}{\partial t} \right)^2. \quad (16)$$

Нетрудно далее показать, что

$$\frac{\partial \bar{R}}{\partial t} = \sum p_i \frac{\partial \bar{R}^i}{\partial t}.$$

Отсюда, принимая во внимание (15) и (16), видим, что соотношение неопределенности (5) справедливо и для общего случая смеси.

Физический институт им. П. Н. Лебедева  
Академии Наук СССР  
Москва

\* Ибо из  $(\bar{R}^i - \bar{R})^2 > 0$ , следует, что  $-2R\bar{R}^i + (\bar{R})^2 \geq -(\bar{R}^i)^2$ .