

Квантовая Механика, (осень 2020).

Лекция №3

В данной лекции мы приведем систему основных постулатов квантовой механики, подробно обсудим их физическую (статистическую) интерпретацию и разберем простейший пример квантовой системы.

Заметим, что система постулатов квантовой механики выработалась в течение примерно 20 лет в многочисленных дискуссиях физиков и математиков первой половины 20-го века.

Предсказания квантовой механики проверены на огромном количестве экспериментов, где они были подтверждены с рекордной точностью.

У нас нет возможности войти в детали и подробности процесса становления квантовой механики, поэтому нам придется принять окончательный вариант квантово-механической схемы именно как набор постулатов и убедиться в их работоспособности и предсказательной силе.

Приведённые в предыдущих лекциях $= 2 =$
экспериментальные факты и теоретиче-
ские рассуждения помогут, как мы
надемся, прийти к этим выводам и
освоить работу с ними.

И ещё одно замечание. Мы будем
рассматривать схему операторного или
канонического квантования. Это не един-
ственный путь построения квантовой
механики. Есть способ квантования,
основанный на теории функционального
интеграла (или интеграла по траекториям).
Он важен ещё и тем, что легко обобща-
ется на квантовую теорию поля, осо-
бенно на теорию неабелевых калибро-
вочных полей, где операторные методы
работают плохо.

Но для начинающих изучать квантовую
механику операторный подход методиче-
ски лучше. Кроме того, его можно изло-
жить гораздо проще с математиче-
ской точки зрения, что немаловажно
для слушателей - математиков. Хоро-
шее изложение функционального подхода
можно найти в книге:

Р. Фейнман, А. Хиббс, "Квантовая механика
и интегралы по траекториям".

Итак, пусть есть механическая =3=
 система с n степенями свободы.
 Перейдем к ее Гамильтонову описанию
 посредством канонических координат
 q_i и сопряженных импульсов p_i :

$$\begin{cases} \{q_i, q_j\} = \{p_i, p_j\} = 0 & \forall i, j \in n \\ \{q_i, p_j\} = \delta_{ij} \end{cases}$$

Здесь $\{f, g\}$ - скобки Пуассона на
 алгебре дифференцируемых вещественных
 функций от q и p - наблюдаемых на-
 шей системы:

$$\{f, g\} = \sum_{i=1}^n \left(\frac{\partial f}{\partial q_i} \frac{\partial g}{\partial p_i} - \frac{\partial f}{\partial p_i} \frac{\partial g}{\partial q_i} \right)$$

Фактически, в силу теоремы Вейерштрасса
 о приближении непрерывных функций
 многочленами, достаточно рассматривать
 полиномы от q_i и p_j , ~~как~~ канонические
 координаты вступают в форму образую-
 щих коммутативной алгебры наблюдаемых.
 Динамика системы определяется Гамиль-
 тоном $H(p, q)$:

$$\frac{df}{dt} = \{f, H\}$$

где f любая
 наблюдаемая
 $f(q, p)$.

ПОСТУЛАТЫ КАНОНИЧЕСКОГО =4= КВАНТОВАНИЯ

Ⓘ Составим алгебре наблюдаемых ~~каноническую~~ классической системы с каноническими координатами $\{q_i\}$ и $\{p_i\}$ $1 \leq i \leq n$ некоммутативную алгебру над полем комплексных чисел с образующими \hat{q}_i и \hat{p}_i , удовлетворяющими перестановочным соотношениям вида:

$$\left[\begin{array}{l} \hat{q}_i \hat{q}_j - \hat{q}_j \hat{q}_i = \hat{p}_i \hat{p}_j - \hat{p}_j \hat{p}_i = 0 \\ \hat{q}_k \hat{p}_j - \hat{p}_j \hat{q}_k = i\hbar \delta_{kj} \mathbb{1} \end{array} \right] \quad (\star)$$

Здесь \hbar — постоянная Планка, $\mathbb{1}$ — единичный элемент квантовой алгебры, i — мнимая единица.

Другими словами квантовая алгебра это левый фактор свободной ассоциативной алгебры, порожденной элементами \hat{q}_i , \hat{p}_i и $\mathbb{1}$, по двустороннему идеалу порожденному соотношениями (\star) и соотношениями на $\mathbb{1}$:

$$\begin{aligned} \mathbb{1} \hat{q}_i &= \hat{q}_i \mathbb{1} = \hat{q}_i \\ \mathbb{1} \hat{p}_i &= \hat{p}_i \mathbb{1} = \hat{p}_i \\ \mathbb{1} \cdot \mathbb{1} &= \mathbb{1}. \end{aligned}$$

Состояния (*) называются перестановочными состояниями Гейзенберга, а линейная оболочка генераторов \hat{q}_i, \hat{p}_i и $\mathbb{1}$ ~~в~~ изоморфна множественной алгебре Ли - алгебре Гейзенберга.

Здесь нужно сделать замечание о неортогонаности квантования. Поскольку квантовая алгебра некоммутативна то установить соответствие только между образующими $q_i \leftrightarrow \hat{q}_i$
 $p_i \leftrightarrow \hat{p}_i$

Совершенно недостаточно. Нужно еще составить произвольной наблюдательной $f(q,p)$ элемент из квантовой алгебры. Никакого однозначного или хотя бы предпочтительного рецепта здесь нет.

Пример: $n=1 \quad \hat{q}\hat{p} - \hat{p}\hat{q} = i\hbar \mathbb{1}$

$$f(q,p) = q^2 p \equiv p q^2 \equiv \frac{p q^2 + q^2 p}{2} \equiv q p q \equiv \dots$$

$$\begin{matrix} \downarrow & \downarrow & \downarrow & \downarrow \\ \hat{q}^2 \hat{p} & \hat{p} \hat{q}^2 & \frac{\hat{p} \hat{q}^2 + \hat{q}^2 \hat{p}}{2} & \hat{q} \hat{p} \hat{q} \end{matrix}$$

Все эти мономы и полиномы отличаются друг от друга на слагаемые $\sim \hbar$.

Какой конкретно образ даёт $=b=$ классическая наблюдаемость нужно ввести \hat{r} в квантовой алгебре решает экстремум (соответствие предсказаний при данном выборе \hat{f} и опытных данных). Стоит отметить, что проблема упреждения не возникает для многих важных наблюдаемых: момент импульса, импульс и координата, в том числе морель-гамма-томия и т.п.

II Квантовая алгебра должна быть реализована (представлена) линейными операторами в конечномерном гильбертовом пространстве \mathcal{H} , при этом наблюдаемыми величинами классической теории (в частности q_i и p_i) должны соответствовать самосопряжённые операторы в \mathcal{H} . Это соответствие должно давать представление канонических коммутационных соотношений Гейзенберга (*). Гильбертово пространство \mathcal{H} называется пространством состояний квантовой системы.

III) Любое чистое состояние $= \psi =$

системы задается вектором $\psi \in \mathcal{H}$ и наоборот, $\forall \psi \in \mathcal{H}$ соответствует чистое состояние. Вектора ψ , отличающиеся комплексным множителем (ненулевыми) задают одно и то же состояние.

Зам. Удобно нормировать вектор состояния на единицу $\psi \rightarrow \frac{\psi}{\|\psi\|}$. При этом сохраняется остаточный произведение в виде фазового множителя ψ и $e^{i\alpha}\psi$ — ~~эквивалентны~~ задают эквивалентные состояния.

Поскольку гильбертово пространство \mathcal{H} линейно, выполняется принцип суперпозиции: если $\psi_1 \in \mathcal{H}$ и $\psi_2 \in \mathcal{H}$ — 2 вектора состояния, то их любая ненулевая линейная комбинация — тоже вектор состояния.

С физической точки зрения любой вектор чистого состояния отвечает конкретным экспериментальным условиям, в которых помещаются квантовые системы.

(IV) Любые эксперименты по изме- = δ =
 реию наблюдаемой f в состоянии ψ
 определяют случайную величину, которая
 принимает значение в спектре само-
 сопряжённого оператора \hat{f} , соответствен-
 но наблюдаемой f . То есть, результат
 конкретного эксперимента — число
 $\lambda \in$ спектру \hat{f} . Характеристическая функция
 этой случайной величины даёт выраже-
 нием:

$$\mathbb{E}_{\psi}(e^{i\xi f}) \stackrel{\text{def}}{=} \frac{(\psi, e^{i\xi \hat{f}} \psi)}{(\psi, \psi)} = F_{\psi}(\xi)$$

↑ матожидание
 ↑ случайная величина

Эквивалентно, моменты случайной величины,
 характеризующей результаты измерений
 выражаются так:

$$\mathbb{E}_{\psi}(f^m) = \left. \frac{d^m F_{\psi}(\xi)}{d(i\xi)^m} \right|_{\xi=0} = \frac{(\psi, \hat{f}^m \psi)}{(\psi, \psi)}.$$

(V) Эволюция состояния системы во
 времени определяется унитарным опера-
 тором $\hat{U}(t, t_0)$: $\psi(t) = \hat{U}(t, t_0)\psi(t_0)$,
 где $\psi(t_0)$ — состояние в момент t_0 . Для
замкнутой механической системы (гамиль-
 тонал не зависит от времени \Leftrightarrow энер-
 гия системы сохраняется)

оператор эволюции имеет вид: $=g=$

$$\hat{U}(t, t_0) = \exp\left(-\frac{i\hat{H}}{\hbar}(t-t_0)\right)$$

Дифференцируя равенство $\psi(t) = \hat{U}(t, t_0)\psi(t_0)$ по времени, приходим к уравнению эволюции фактора состояния — уравнению Шредингера:

$$\left\{ \begin{array}{l} i\hbar \frac{\partial \psi(t)}{\partial t} = \hat{H}\psi(t) \\ \psi(t_0) = \psi_0. \end{array} \right.$$

Рассмотрим эти постулаты более ~~детально~~ подробно и приведем простой пример.

Прежде всего, напомним с конечномерного аналога гильбертова пространства \mathcal{H} : комплексного пространства V_N ; $\dim_{\mathbb{C}} V_N = N$ с эрмитовым скалярным произведением.

$$\boxed{(\cdot, \cdot): V \times V \rightarrow \mathbb{C} :}$$

$$(i) \forall \varphi, \psi \in V_N \quad (\varphi, \psi) \in \mathbb{C} \text{ и}$$

$$(\varphi, \psi) = \overline{(\psi, \varphi)} \text{ — комплексное сопряжение.}$$

(ii) Форма (φ, ψ) — линейна по второму аргументу:

$$(\varphi, \alpha_1 \psi_1 + \alpha_2 \psi_2) = \alpha_1 (\varphi, \psi_1) + \alpha_2 (\varphi, \psi_2)$$

$$\alpha_1 \text{ и } \alpha_2 \in \mathbb{C}.$$

В силу (i) форма (φ, ψ) — антилинейна

по первому аргументу = 10 =

(iii) $\forall \varphi \in V_N$ вещественное число

$(\varphi, \varphi) \geq 0$ и $(\varphi, \varphi) = 0 \Leftrightarrow \varphi = \mathbf{0}$ —
— нулевой вектор в V_N .

□ Для $\forall \varphi, \psi \in V_N$ выполнено неравенство
Кoши - Бунковского

$$|(\varphi, \psi)| \leq \sqrt{(\varphi, \varphi)(\psi, \psi)}.$$

Это неравенство позволяет доказать, что
число $\sqrt{(\varphi, \varphi)} \equiv \|\varphi\|$ есть норма на V_N .

Неравенство Коши - Бунковского требуется
для доказательства неравенства треугольника
для нормы: $\|\varphi + \psi\| \leq \|\varphi\| + \|\psi\|$.

Любой набор базисных векторов можно
ортонормировать процедурой Шмидта и
мы дальше будем работать только с
ортонормированным базисом:

$$(e_i, e_j) = \delta_{ij}.$$

Если $\varphi = \sum_{i=1}^n \varphi_i e_i$ и $\psi = \sum_{i=1}^n \psi_i e_i$ — разложе-
ние векторов φ и ψ по ортонормированно-
му базису, то

$$\boxed{(\varphi, \psi) = \sum_{i=1}^n \bar{\varphi}_i \psi_i}.$$

Пусть $\hat{A}: V_N \rightarrow V_N$ - линейный оператор. ~~§~~ = § =
 В базисе $\{e_i\}_{1 \leq i \leq N}$ он задается прямоуголь-
 ной матрицей $\|A_{ij}\|_1^N$:

$$\hat{A}e_i = \sum_{k=1}^N e_k A_{ki}$$

□ Оператор \hat{A}^T называется сопряжённым к \hat{A} , если где $\forall \varphi, \psi \in V_N$:

$$(\varphi, \hat{A}\psi) = (\hat{A}^T\varphi, \psi)$$

□ Если $\hat{A}^T = \hat{A}$, то \hat{A} называется самосопряжённым.

□ Оператор \hat{A} называется эрмитовым (симметрическим) если где $\forall \varphi, \psi \in V_N$
 $(A\varphi, \psi) = (\varphi, A\psi)$.

В конечномерном случае понятие эрмитова и самосопряжённого операторов совпадают. В случае гильбертова пространства - нет.

Свойства самосопряжённого оператора

□ 1. Собственные значения самосопряжённого оператора - вещественные числа.

2. Самосопряжённый оператор обладает базисом собственных векторов в V_N ,
 т.е. $\exists \{\psi_i^{(A)}\}_{1 \leq i \leq N} : \hat{A}\psi_i^{(A)} = \alpha_i \psi_i^{(A)}$

$$(\psi_i^{(A)}, \psi_j^{(A)}) = \delta_{ij} \quad \text{и}$$

$$\forall \psi \in V_N: \psi = \sum_{i=1}^N c_i \psi_i^{(A)} \quad c_i \in \mathbb{C}, \quad = 122$$

Вообще говоря, ~~значения~~ собственные значения α_i могут быть комплексными, т.е. соответствующими собственное подпространства — не ортонормальны.

Оператор \hat{A} можно представить в виде:

$$\hat{A} = \sum_{k=1}^S \alpha_k \hat{P}_k^{(A)}, \quad S \leq N, \quad \text{где все } \alpha_k -$$

— действительны и $\dim(\text{Im } \hat{P}_k^{(A)}) = \text{кратность } \alpha_k$.

$$\hat{P}_k^{(A)T} = \hat{P}_k^{(A)}, \quad \hat{P}_k^{(A)} \hat{P}_\ell^{(A)} = \delta_{k\ell} \hat{P}_k^{(A)}$$

$$\sum_{k=1}^S \hat{P}_k^{(A)} = \mathbb{1}_{V_N}$$

— разложение единицы относительно оператора A .

$\hat{P}_k^{(A)}$ — ортогональные проекторы на собственные подпространства.

\square Если \hat{A} самосопряженный оператор $\hat{A} = \hat{A}^T$ и $\hat{B} = \hat{B}^T$ коммутируют: $\hat{A}\hat{B} = \hat{B}\hat{A}$,

то \exists базис общих собственных векторов операторов \hat{A} и \hat{B} : $\Psi(\alpha, \beta): \hat{A}\Psi(\alpha, \beta) = \alpha\Psi(\alpha, \beta)$
 $\hat{B}\Psi(\alpha, \beta) = \beta\Psi(\alpha, \beta)$

При этом $\mathbb{1} = \sum_{ij} P_{ij}^{(A,B)}$ и

$$\text{Im } P_{ij}^{(A,B)} \subseteq \text{Im } P_i^{(A)} \cap \text{Im } P_j^{(B)}$$

10] Даны набор самосопряжённых $= 13 =$
коммутирующих операторов $\hat{A}_1, \hat{A}_2, \dots, \hat{A}_M$:

$$[\hat{A}_i, \hat{A}_k] = 0$$

и \hat{B} самосопряжённый оператор \hat{B} ,
коммутирующий со всеми \hat{A}_k : $[\hat{B}, \hat{A}_k] = 0$
есть функция от операторов набора.

Легко показать, что базис общих собств.
векторов $\psi(d_1, \dots, d_M)$ однозначно задаётся
указанием собственных значений d_1, \dots, d_M ,
то есть, соответствующие собств. подпро-
странства — одномерны:

$$\forall W \subset V_N : \hat{A}_k W \equiv \alpha_k \hat{1} W \Rightarrow \dim_{\mathbb{C}} W = 1$$

$k=1, 2, \dots, M$
и

Пусть вектор $\psi \in V_N$ задаёт какое-то
состояние квантовой системы, \hat{A} — само-
сопряжённый оператор, отвечающий
некоторому наблюдаемому.

Разложим ψ по базису собств. векто-
ров \hat{A} : $\psi = \sum_{i=1}^N c_i \psi_i^{(A)}$

Поскольку $\|\psi\| = 1$, то $\sum_{i=1}^N |c_i|^2 = 1$.

Согласно постулату (IV), = 1/4 =
 среднее значение результатов измерений
 наблюдаемой A в состоянии ψ есть

$$E_{\psi}(A) = (\psi, \hat{A} \psi).$$

$$\hat{A} \psi = \hat{A} \sum_{i=1}^N c_i \psi_i^{(A)} = \sum_{i=1}^N \alpha_i c_i \psi_i^{(A)} \Rightarrow$$

$$(\psi, \hat{A} \psi) = \sum_{i=1}^N \alpha_i |c_i|^2.$$

Отсюда видно, что случайная величина
 A действительно принимает значение из
 спектра \hat{A} $A \in \{\alpha_1, \dots, \alpha_n\}$, а $|c_i|^2$ —
вероятность получить в состоянии ψ
 значение α_i при измерении A .

□ Сама величина $c_i = (\psi_i^{(A)}, \psi)$ называется
амплитудой вероятности ~~получить~~ получить
 в результате измерения A значение α_i
 в состоянии ψ .

□ Дисперсией случайной величины A
 (характеризует разброс значений A
 вокруг среднего) называется матожидание
 квадрата
$$E_{\psi} (A - \langle A \rangle_{\psi})^2 = \langle A^2 \rangle_{\psi} - \langle A \rangle_{\psi}^2$$

 $\langle A \rangle_{\psi} \equiv E_{\psi}(A)$ — среднее значение
 в состоянии ψ

Корень из дисперсии будем называть $= \sqrt{\Delta_\psi^2 A}$
 Неопределенностью A в состоянии ψ : $\Delta_\psi A$
 Согласно постулату (IV):

$$\Delta_\psi^2 A = (\psi, \hat{A}^2 \psi) - (\psi, \hat{A} \psi)^2 \text{ где } \|\psi\| = 1.$$

Если $\psi = \psi_i^{(A)}$ — одно из собственных
 состояний \hat{A} , то $\hat{A} \psi_i^{(A)} = \alpha_i \psi_i^{(A)}$ и

$$(\psi_i^{(A)}, \hat{A} \psi_i^{(A)}) = \alpha_i$$

$$\Delta_\psi A = 0, \text{ т.к. } \hat{A}^2 \psi_i^{(A)} = \alpha_i^2 \psi_i^{(A)} \text{ и } \Rightarrow$$

$$\Rightarrow (\psi_i^{(A)}, \hat{A}^2 \psi_i^{(A)}) = \alpha_i^2 = (\psi_i^{(A)}, \hat{A} \psi_i^{(A)})^2$$

Итак, истинное состояние ψ называется
 собственным для наблюдаемой A если
 результаты эксперимента по измерению A
 в этом состоянии дают однозначный
 результат: $E(A^k) = \alpha_i^k \forall k$.

Уточнение постулата (IV)
 (Средствие вектора состояния).

Если производится измерение наблюдаемой
 A , оператор которой \hat{A} имеет невырожден-
ное собственное значение α_i , то если
 измерение даёт значение α_i , состояние

системы \wedge после этого измерения сразу $= 16 =$
 является от ψ к $\psi_i^{(A)}$. Это называется
 редукцией вектора состояния.

$$\psi = c_1 \psi_1^{(A)} + c_2 \psi_2^{(A)} + \dots + c_i \psi_i^{(A)} + \dots + c_n \psi_n^{(A)}$$

Измерение A даёт результат α_i

$$\boxed{\psi \rightarrow \psi_i^{(A)}}$$

Зам. Что означает сразу после измерения?
 Дано в том, что в процессе эволюции
 состояние может измениться, если A не
 коммутирует с \hat{H} . Поэтому, измерив зна-
 чение α_i такой наблюдаемой, мы можем
 не получить нулевую дисперсию сразу
 какой-то промежуток времени, т.к. вероят-
 ственное состояние системы в момент t
не будет собственным вектором A $\psi_i^{(A)}$,
 каким оно было сразу после измерения.

⑤ Эволюция квантовой системы.

То, что мы сформулировали в ⑤
 поинту лаве, называется картиной эволюции
 Шредингера.

Пусть $t_0 = 0$ и в начальный момент $t = 0$ система находится в состоянии ψ_0 . Тогда в момент t имеем состояние:

$$\psi(t) = \exp\left(-\frac{i}{\hbar} \hat{H} t\right) \psi_0.$$

Рассмотрим оператор \hat{A} некоторой наблюдаемой и найдем среднее значение измерений A в момент t :

$$\begin{aligned} \langle A \rangle_t &= (\psi(t), \hat{A} \psi(t)) = (\hat{U}(t) \psi_0, \hat{A} \hat{U}(t) \psi_0) = \\ &= (\psi_0, \hat{U}^\dagger(t) \hat{A} \hat{U}(t) \psi_0) = \underline{(\psi_0, \hat{A}(t) \psi_0)} \end{aligned}$$

$\hat{A}(t) = e^{\frac{i\hat{H}t}{\hbar}} \hat{A} e^{-\frac{i\hat{H}t}{\hbar}}$ — это оператор физической величины в картине эволюции Шредингера.

$$\begin{aligned} i\hbar \frac{\partial \hat{A}}{\partial t} &= e^{\frac{i\hat{H}t}{\hbar}} (-\hat{H} \hat{A} + \hat{A} \hat{H}) e^{-\frac{i\hat{H}t}{\hbar}} = \\ &= \left(e^{\frac{i\hat{H}t}{\hbar}} \hat{A} e^{-\frac{i\hat{H}t}{\hbar}} \right) \hat{H} - \hat{H} \left(e^{\frac{i\hat{H}t}{\hbar}} \hat{A} e^{-\frac{i\hat{H}t}{\hbar}} \right) = \\ &= \hat{A}(t) \hat{H} - \hat{H} \hat{A}(t) = [\hat{A}(t), \hat{H}]. \end{aligned}$$

$$\hat{A}(0) = \hat{A}$$

Итак, в картине эволюции Шредингера операторы, отвечающие физическим наблюдаемым, не зависят от времени, а вектора состояний — эволюционируют. = 18 =

В картине эволюции Гейзенберга компоненты вектора состояний, а операторы эволюционируют во времени:

$$\begin{cases} i\hbar \frac{\partial \hat{A}(t)}{\partial t} = [\hat{A}(t), \hat{H}] \\ \hat{A}(0) = \hat{A} \end{cases}$$

Обе картины унитарно эквивалентны и физически неразличимы, т.к. имеют одинаковые средние значения в момент t для \hat{A} величин, а эти средние — единственное, что измеряется на опыте.

$$\langle A \rangle_t = \underbrace{(\psi(t), \hat{A} \psi(t))}_{\text{Шредингер}} \equiv \underbrace{(\psi_0, \hat{A}(t) \psi_0)}_{\text{Гейзенберг}}$$

Особенно удобны для описания эволюции векторов собственные состояния Гамильтониана.

$$\text{Если } \psi_0 = \sum_{i=1}^N c_k \psi_k^{(k)} : \hat{H} \psi_k^{(k)} = E_k \psi_k^{(k)}$$

$$\text{То } \psi(t) = \exp\left(-\frac{i\hat{H}t}{\hbar}\right) \psi_0 = \dots = 19 =$$

$$= \sum_{k=1}^N c_k e^{-\frac{iE_k t}{\hbar}} \psi_k^{(H)}.$$

То есть, эволюция приводит к повращению фазовых множителей $e^{-\frac{iE_k t}{\hbar}}$ у коэффициентов разложения c_k .

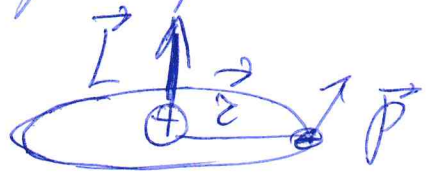
В силу статистической интерпретации $c_k \exp\left(-\frac{iE_k t}{\hbar}\right)$ — амплитуда вероятности найти значение энергии E_k в момент t у системы, которая в $t=0$ была в состоянии ψ_0 . Это означает, что все вероятности $|c_k e^{-\frac{iE_k t}{\hbar}}|^2 = |c_k|^2$ не изменяются с течением времени. Это отражение последствия Гамильтона — Шака и квантовое выражение закона сохранения энергии. В картине Гейзенберга $i\hbar \frac{\partial \hat{H}(t)}{\partial t} = [\hat{H}, H] = 0$

$$\Rightarrow \hat{H}(t) = \hat{H}$$

$$\text{и } \langle H^k \rangle_t = (\psi(t), \hat{H}^k \psi(t)) = (\psi_0, \hat{H}^k \psi_0) =$$

$$= (\psi_0, \hat{H}^k \psi_0) \quad \forall t, \forall k.$$

Пример: магнитный момент $= \mu_B =$



$\vec{L} = [\vec{r} \times \vec{p}] \Rightarrow \vec{\mu} = \mu \vec{L}$ - магнитный момент.

В магнитном поле \vec{B} : $H = \mu (\vec{B} \vec{L})$.

Какая квантовая система отвечает этой классической модели? "Спиновая цепочка" из одного атома.

$$L_i = [\vec{r} \times \vec{p}]_i = \sum_{jk} \epsilon_{ijk} x_j p_k$$

$$L_1 = x_2 p_3 - x_3 p_2$$

$$L_2 = x_3 p_1 - x_1 p_3$$

$$L_3 = x_1 p_2 - x_2 p_1$$

$$\hat{L}_1 = \hat{x}_2 \hat{p}_3 - \hat{x}_3 \hat{p}_2$$

$$\hat{L}_2 = \hat{x}_3 \hat{p}_1 - \hat{x}_1 \hat{p}_3$$

$$\hat{L}_3 = \hat{x}_1 \hat{p}_2 - \hat{x}_2 \hat{p}_1$$

- здесь не возникает проблемы упорядочения! Из канонических переменных соответствующих Гейзенберга $\{\hat{x}_i, \hat{p}_j\} = i\hbar \delta_{ij}$ легко найти алгебру операторов углового момента:

$$[\hat{L}_1, \hat{L}_2] = i\hbar \hat{L}_3, \quad [\hat{L}_2, \hat{L}_3] = i\hbar \hat{L}_1,$$

$$[\hat{L}_3, \hat{L}_1] = i\hbar \hat{L}_2.$$

Будем считать \hat{L}_i - единственными наблюдаемыми для частицы с

собственными угловыми моментами $= 2\hbar$ том (спин), которая закреплена в узле кристаллической решетки.

Возьмем в качестве \mathcal{H} пространство \mathbb{C}^2 и $\hat{H} = \mu \vec{B} \cdot \hat{\vec{S}}$.

Представим операторы \hat{S}_1 , \hat{S}_2 и \hat{S}_3 эрмитовыми матрицами 2×2 :

$$\hat{S}_1 = \frac{\hbar}{2} \begin{pmatrix} 0 & 1 \\ 1 & 0 \end{pmatrix}, \quad \hat{S}_2 = \frac{\hbar}{2} \begin{pmatrix} 0 & -i \\ i & 0 \end{pmatrix}$$

$$\hat{S}_3 = \frac{\hbar}{2} \begin{pmatrix} 1 & 0 \\ 0 & -1 \end{pmatrix}.$$

Видно, что выбрав базис собственных векторов \hat{S}_3 : $\psi_{\uparrow} = \begin{pmatrix} 1 \\ 0 \end{pmatrix}$, $\psi_{\downarrow} = \begin{pmatrix} 0 \\ 1 \end{pmatrix}$

$$\hat{S}_3 \psi_{\uparrow} = \frac{\hbar}{2} \psi_{\uparrow}, \quad \hat{S}_3 \psi_{\downarrow} = -\frac{\hbar}{2} \psi_{\downarrow}.$$

Замечание матрицы $\sigma_1 = \begin{pmatrix} 0 & 1 \\ 1 & 0 \end{pmatrix}$, $\sigma_2 = \begin{pmatrix} 0 & -i \\ i & 0 \end{pmatrix}$ и $\sigma_3 = \begin{pmatrix} 1 & 0 \\ 0 & -1 \end{pmatrix}$ называются матрицами Паули.

$$\boxed{\text{M}} \quad \sigma_k \sigma_j = \underbrace{\mathbb{1}}_{\substack{\text{единичная} \\ \text{матрица}}} \delta_{kj} + i \epsilon_{kjl} \sigma_l \Rightarrow$$

$$\Rightarrow [\sigma_k, \sigma_j] = 2i \epsilon_{kjl} \sigma_l.$$

Выберем в нашей модели $= 22 =$
магнитное поле $\vec{B} = \begin{pmatrix} 0 \\ 0 \\ B \end{pmatrix}$ - вдоль
оси Oz .

$$\text{Тога } \hat{H} = \mu B_3 \hat{S}_3 = \hbar \frac{\mu B}{2} \begin{pmatrix} 1 & 0 \\ 0 & -1 \end{pmatrix} \equiv \hbar \omega \begin{pmatrix} 1 & 0 \\ 0 & -1 \end{pmatrix},$$

где мы обозначили $\omega = \frac{\mu B}{2}$.

Энергия системы может принимать только
2 значения: $\hbar\omega$ и $-\hbar\omega$.

Найдём собствен. значения и собствен. векто-
ра оператора \hat{S}_1 :

$$\hat{S}_1 \psi_{\pm} = \pm \frac{\hbar}{2} \psi_{\pm}, \quad \text{где } \psi_+ = \frac{1}{\sqrt{2}} \begin{pmatrix} 1 \\ 1 \end{pmatrix}$$
$$\psi_- = \frac{1}{\sqrt{2}} \begin{pmatrix} 1 \\ -1 \end{pmatrix}.$$

$\frac{1}{\sqrt{2}}$ - нормировка $\|\psi_{\pm}\| = 1$, фазовые множи-
тели зафиксированы равными 1.

Пусть в $t=0$ система находилась в
состоянии ψ_+ . Это означает, что
угловой момент \vec{S} был направлен вдоль
оси Ox (строго это докажем позже, когда
будем математически изучать теорию
углового момента).

Рассмотрим эволюцию этого состоя-
ния во времени:

$$\left\{ \begin{array}{l} \psi(t) = \begin{pmatrix} \alpha(t) \\ \beta(t) \end{pmatrix} \\ \psi(0) = \psi_+ \end{array} \right.$$

$$i\hbar \frac{\partial \psi}{\partial t} = \hat{H} \psi \Rightarrow \begin{cases} i\dot{\alpha} = \omega \alpha, & \alpha(0) = \frac{1}{\sqrt{2}} = \frac{1}{2} \\ i\dot{\beta} = -\omega \beta, & \beta(0) = \frac{1}{\sqrt{2}} \Rightarrow \end{cases}$$

$$\Rightarrow \psi(t) = \frac{1}{\sqrt{2}} \begin{pmatrix} e^{-i\omega t} \\ e^{i\omega t} \end{pmatrix}$$

а) какие будут средние значения результатов измерения проекции S_x в момент t ?

$$\langle S_x \rangle_t = (\psi(t), \hat{S}_x \psi(t)) =$$

$$= \frac{\hbar}{4} (e^{i\omega t}, e^{-i\omega t}) \begin{pmatrix} 0 & 1 \\ 1 & 0 \end{pmatrix} \begin{pmatrix} e^{-i\omega t} \\ e^{i\omega t} \end{pmatrix} =$$

$$= \frac{\hbar}{2} \cos(2\omega t) = \frac{\hbar}{2} \cos(\mu B t)$$

б) Какова вероятность измерить в момент t значение $S_x = -\frac{\hbar}{2}$?

Амплитуда этой вероятности (популярно \textcircled{IV}):

$$(\psi_-, \psi(t)) = \frac{1}{2} (1, -1) \begin{pmatrix} e^{-i\omega t} \\ e^{i\omega t} \end{pmatrix} = -i \sin \omega t,$$

а сама вероятность: $|-i \sin \omega t|^2 = \sin^2 \omega t$. —

— вероятность осциллирует от 0 до 1.

в) Какова вероятность найти $S_z = \frac{\hbar}{2}$?

$$\text{Амплитуда: } (\psi_+, \psi(t)) = (1, 0) \frac{1}{\sqrt{2}} \begin{pmatrix} e^{-i\omega t} \\ e^{i\omega t} \end{pmatrix} =$$

$$= \frac{e^{-i\omega t}}{\sqrt{2}} \Rightarrow$$

вероятность $|\frac{e^{-i\omega t}}{\sqrt{2}}|^2 = \frac{1}{2}$ - не $= 24 =$
зависит от времени.

Угнетение подсистемы (II).

Если система состоит из 2х подсистем,
то её пространство состояний есть
тензорное произведение $\mathcal{H} = \mathcal{H}_1 \otimes \mathcal{H}_2$
пространств состояний подсистем.

Операторы наблюдаемых первой и второй
подсистем в пространстве \mathcal{H} задаются

величинами: $\hat{A}_{(1)} \otimes \hat{I}_{(2)}$ и $\hat{I}_{(1)} \otimes \hat{A}_{(2)}$ соот-
ветственно.
