

УДК 536-12, 514.84, 531.5

## СТРЕЛА ВРЕМЕНИ, НАРУШЕНИЕ ЧЕТНОСТИ И ГРАВИТАЦИЯ В ОБОБЩЕННОЙ КВАНТОВОЙ И КЛАССИЧЕСКОЙ ДИНАМИКЕ

В. В. Асадов, О. В. Кечкин

(НИИЯФ)

E-mail: kechkin@depni.npi.msu.su

Представлены результаты изучения квантовой механики со стационарным неэрмитовым гамильтонианом и комплексным параметром эволюции, а также ее классического предела, обладающего нетривиальными корреляциями. Показано, что соответствующая динамика необратима для изотермического и адиабатического режимов квантовой и классической эволюции. Установлена возможность универсальной связи между необратимостью и динамическим нарушением четности в системе. Продемонстрирован механизм генерации гравитации распределением корреляций в свободной теории.

### Введение

Второй закон термодинамики выделяет преимущественное направление в эволюции реальных физических систем. В одной из своих формулировок он утверждает, что с течением времени энтропия любой замкнутой макроскопической системы не может убывать [1]. В рамках статистической механики возникающая стрела времени объясняется переходом системы из менее вероятного в более вероятное состояние [2]. Проблема, однако, заключается в обратимости уравнений стандартной микроскопической динамики, усреднением по которой и должны получаться все необратимые макроскопические закономерности [3].

Для решения этой и ряда других задач мы предлагаем включить стрелу времени в динамику уже на микроскопическом уровне, объединив квантовую и статистическую механику в единую теоретическую конструкцию. Дополнительным аргументом в пользу этого шага может служить имеющаяся статистическая структура квантовой теории как таковой [4]. Классический предел объединенной теории должен тогда отвечать за необратимые процессы, наблюдаемые в макромире, т.е. в конечном счете и за «обычную» термодинамику.

### 1. Квантовая динамика со стрелой времени

Обозначим через  $|\Psi\rangle$ ,  $\tau$  и  $\mathcal{H}$  вектор состояния, комплексный параметр эволюции и неэрмитов гамильтониан обобщенной квантовой системы. Уравнение Шрёдингера и условие аналитичности

$$i\hbar|\Psi\rangle_{,\tau} = \mathcal{H}|\Psi\rangle, \quad |\Psi\rangle_{,\tau^*} = 0 \quad (1)$$

(где «\*» — комплексное сопряжение) постулируем в качестве основных динамических соотношений теории. Обобщенное условие стационарности зададим в виде  $\mathcal{H}_{,\tau} = \mathcal{H}_{,\tau^*} = 0$  и наложим дополнитель-

ное ограничение

$$[\mathcal{H}, \mathcal{H}^+] = 0, \quad (2)$$

естественное в рамках приводимой далее физической интерпретации данной общетеоретической схемы.

Общее решение уравнений (1), (2) можно записать в виде суперпозиции  $|\Psi\rangle = \sum_n C_n |\Psi_n\rangle$  базисных состояний  $|\Psi_n\rangle = |\Psi_n(\tau)\rangle$ , собственных для коммутирующих операторов  $\mathcal{H}$  и  $\mathcal{H}^+$ , с комплексными коэффициентами  $C_n = \text{const}$  (здесь  $n$  — мультииндекс). Представим параметр эволюции и гамильтониан теории в терминах вещественных переменных  $t$  и  $\beta$  и эрмитовых операторов  $E$  и  $\Gamma$  следующим образом:

$$\tau = t - i\frac{\hbar}{2}\beta, \quad \mathcal{H} = E - i\frac{\hbar}{2}\Gamma. \quad (3)$$

Тогда для вероятности  $P_n$  обнаружения системы, находящейся в состоянии  $|\Psi\rangle$ , в базисном состоянии  $|\Psi_n\rangle$ , получим

$$P_n = \frac{\omega_n}{\mathcal{Z}}. \quad (4)$$

Здесь  $\mathcal{Z} = \sum_n \omega_n$  — статистическая сумма, связанная с данным квантовым состоянием, в которой

$$\omega_n = \rho_n \exp[-(E_n\beta + \Gamma_n t)], \quad (5)$$

$E_n$  и  $\Gamma_n$  — собственные значения коммутирующих в силу (2) операторов  $E$  и  $\Gamma$ , и  $\rho_n = |C_n|^2$ . Ясно, что под  $t$  и  $E_n$  естественно понимать «обычные» время и уровни энергии рассматриваемой системы. Тогда  $\beta$  интерпретируется как обратная абсолютная температура  $T$  ( $\beta = 1/kT$ , где  $k$  — постоянная Больцмана), а величины  $\Gamma_n$  определяют «времена жизни» системы в базисных состояниях, характеризующихся вероятностями  $P_n$  (см. (4), (5)). Далее  $E$  и  $\Gamma$  мы называем операторами энергии и распада системы.

Последним элементом общей схемы является задание температурного режима  $\beta = \beta(t)$ , фиксирующего тип термодинамической эволюции. Естественные примеры даются изотермическим  $\beta = \text{const}$  и адиабатическим  $\bar{E} = \text{const}$  режимами. При этом среднее значение  $\bar{E}$  энергии  $E$  определяется как  $\bar{E} = \langle \Psi | E | \Psi \rangle / \langle \Psi | \Psi \rangle$ . Очевидно, что  $\bar{E} = \bar{E}(t, \beta)$ , так что условие адиабатичности действительно определяет соответствующую температурную кривую.

Далее для полной производной по времени от величины  $\bar{\Gamma}$  в изотермическом и адиабатическом режимах соответственно получаем

$$\frac{d\bar{\Gamma}}{dt} = -D_{\Gamma}^2, \quad \frac{d\bar{\Gamma}}{dt} = -D_{\Gamma}^2 \left[ 1 - \frac{(\bar{E}\Gamma - \Gamma\bar{E})^2}{D_E^2 D_{\Gamma}^2} \right], \quad (6)$$

где  $D_{\Gamma}^2 = (\Gamma - \bar{\Gamma})^2$  и  $D_E^2 = (E - \bar{E})^2$  — квадраты дисперсии операторов  $\Gamma$  и  $E$  в состоянии  $\Psi$ . В обоих случаях  $d\bar{\Gamma}(t)/dt \leq 0$ , причем для адиабатической эволюции это следует из неравенства Коши–Буняковского, делающего неотрицательным выражение в квадратной скобке во втором из соотношений (6).

Тем самым в указанных режимах эволюции  $\bar{\Gamma}(t)$  не возрастает при любых начальных условиях. Это означает наличие в изучаемой динамике хорошо определенной стрелы времени, направленной на аттрактор с минимальным значением оператора  $\Gamma$  (согласующийся с данным режимом и начальными условиями). При этом понятие температуры с необходимостью обобщается здесь на неравновесные состояния системы.

## 2. Динамическое нарушение четности

Наиболее интересным является выбор оператора распада пропорциональным оператору четности системы. В простейшем двухкомпонентном случае  $\Gamma = \gamma\sigma_3$ , где  $\sigma_3$  — соответствующая матрица Паули, а  $\gamma$  — положительная (для определенности) постоянная. Вектор состояния  $|\Psi\rangle$  имеет здесь вид  $|\Psi\rangle = |\Psi_+\rangle + |\Psi_-\rangle$ , где  $|\Psi_{\pm}\rangle$  — собственные векторы оператора  $\Gamma$  с собственными значениями  $\pm\gamma$ . Их интерпретация может быть связана с левыми и правыми состояниями, с частицами и античастицами и, вообще, с любыми другими реализациями данной дискретной группы симметрий.

Анализ соответствующей динамики позволяет установить, что на временных асимптотиках система с необходимостью является поляризованной. Действительно, имеет место следующее утверждение:

$$\lim_{t \rightarrow \pm\infty} \bar{\Gamma}(t) = \mp\gamma, \quad (7)$$

т.е. система совершает переход из «+»-состояния в «-»-состояние независимо от того, каким является распределение соответствующих вероятностей в начальный момент времени  $t = 0$ . Единственное ограничение на температурный режим, которое де-

лается при выводе формулы (7), состоит в требовании существования асимптотических значений обратной температуры, т.е. величин  $\beta_{\pm} = \lim_{t \rightarrow \pm\infty} \beta(t)$ .

Любопытно отметить, что в частном случае равновероятного распределения «четных»  $|\Psi_{+n}\rangle$  и «нечетных»  $|\Psi_{-n}\rangle$  состояний с одинаковыми значениями энергии  $E_n$  в начальный момент времени (т.е. при  $P_{+n}(0) = P_{-n}(0)$ ) функция  $\bar{\Gamma}(t)$  имеет вид кинка

$$\bar{\Gamma} = -\gamma \text{th } \gamma t.$$

Представленная схема динамического нарушения четности может быть использована для объяснения факта асимметрии между правым и левым в нейтринной физике, а также барионной асимметрии во Вселенной.

## 3. Классическая динамика со стрелой времени

Определим классическую динамику как предел квантовой при  $\hbar \rightarrow 0$ . Представляя фазу  $S$  волновой функции  $\Psi = \exp(iS/\hbar)$  в виде

$$S = S_1 + \frac{i\hbar}{2} S_2, \quad (8)$$

для следующей из (1) модифицированной системы классических уравнений Гамильтона–Якоби получим

$$\begin{aligned} S_{1,t} &= -E, & S_{1,\beta} &= 0, \\ S_{e,t} + E_{,p^T} S_{e,q} &= \Gamma_*, & S_{e,\beta} &= 0. \end{aligned} \quad (9)$$

В ней  $S_e = S_2 - \beta E$  — величина энтропийного типа,  $\Gamma_* = \Gamma + \text{tr}(E_{,pp^T} S_{1,qq^T})$ , а  $q$  и  $p$  — столбцы канонических координат и импульсов. Предполагается, что  $E = T(p) + V(q)$ ; после выполнения дифференцирования во всех динамических переменных должна быть сделана подстановка  $p \rightarrow S_{1,q}$ .

Утверждение состоит в том, что в силу (9) классическая величина  $\bar{\Gamma} = \int dq \rho \Gamma$  (где  $\rho = \exp(-S_2)/\mathcal{Z}$  — плотность вероятности,  $\mathcal{Z} = \int dq \exp(-S_2)$ ) удовлетворяет тем же соотношениям (6), что и ее квантовый аналог. Таким образом, классическая динамика также является необратимой в изотермическом и адиабатическом режимах эволюции. Результат имеет место в естественном (см. (2)) предположении о равенстве нулю классической скобки Пуассона  $\{E, \Gamma\}$  и при условии достаточно быстрого убывания плотности вероятности на координатной бесконечности (подразумеваемом для локализованного классического объекта).

Мы отождествляем максимум плотности вероятности с классическим положением рассматриваемого объекта. Модифицированные уравнения Гамильтона, полученные при учете системы (9), имеют следующий вид

$$\begin{aligned} q_{,t} &= E_{,p} - A_2^{-1} \Gamma_{*,q}, & q_{,\beta} &= -A_2^{-1} E_{,q}, \\ p_{,t} &= -E_{,q} - A_1 A_2^{-1} \Gamma_{*,q}, & p_{,\beta} &= -A_1 A_2^{-1} E_{,q}. \end{aligned} \quad (10)$$

Здесь « $q$ » — полная производная по столбцу  $q$ , матричные же величины определяются как  $A_1 = S_{1,qq^T}$  и  $A_2 = S_{2,qq^T}$ . Система уравнений (10) и температурный режим  $\beta = \beta(t)$  определяют полные производные классических координат и импульсов по времени (как  $d/dt = \partial_t + \dot{\beta} \partial_\beta$ , где  $\dot{\beta} = d\beta/dt$ ).

Отметим, что уравнения (10) переходят в стандартные уравнения Гамильтона при  $A_2^{-1} \rightarrow 0$ . Этот предел соответствует абсолютной локализации объекта на его классической траектории  $q = q(t)$ . Действительно, раскладывая  $S_2(q)$  в ряд с центром в  $q(t)$ , учитывая необходимое условие экстремума  $dS_2(q(t)) = 0$  и тот факт, что  $d^2 S_2(q(t)) = dq^T A_2 dq$ , для плотности вероятности в данном пределе получаем  $\rho = \delta(q - q(t))$ .

Определяя далее корреляцию  $A \circ B$  величин  $A$  и  $B$  как  $\overline{AB} + \overline{BA} - 2\overline{A} \overline{B}$ , получаем

$$q_k \circ q_l \approx (A_2^{-1})_{kl}, \quad p_k \circ q_l \approx (A_1 A_2^{-1})_{kl},$$

$$p_k \circ p_l \approx (A_1 A_2^{-1} A_1)_{kl},$$

причем эти равенства становятся точными в пределе  $A_2^{-1} \rightarrow 0$ . Тем самым модификация уравнений Гамильтона оказывается связанной с включением в них нетривиальных корреляций канонических координат и импульсов, т. е. с нелокальной в вероятностном смысле структурой фазового пространства данного варианта классической теории.

#### 4. Релятивизм и эффективная гравитация

Простейшая четырехмерная релятивистская квантовая теория получается при выборе  $E = g_{(0)\mu\nu} p_\mu p_\nu / 2m$ , где  $g_{(0)\mu\nu}$  — метрика Минковского с сигнатурой  $+- - -$ ,  $p_\mu = i\hbar \partial_\mu$  — оператор импульса, и  $m$  — параметр размерности массы. В этой теории  $t$  и  $x^0$  — кинематически независимые «термодинамическое» и «геометрическое» времена. В случае  $\Gamma = 0$  классические уравнения Гамильтона имеют здесь следующий вид:

$$\frac{dx^\mu}{dt} = \frac{1}{m} \left\{ g_{(0)\mu\nu} p_\nu - g_{(0)}^{\nu\lambda} \left[ (A_2^{-1})^{\mu\sigma} S_{1,\sigma\nu\lambda} + \dot{\beta} (A_2^{-1} A_1)_{\nu}^{\mu} p_\lambda \right] \right\},$$

$$\frac{dp_\mu}{dt} = -\frac{1}{m} g_{(0)}^{\nu\lambda} \left[ (A_1 A_2^{-1})_{\mu}^{\sigma} S_{1,\sigma\nu\lambda} + \dot{\beta} (A_1 A_2^{-1} A_1)_{\mu\nu} p_\lambda \right]. \quad (11)$$

Нетрудно проверить, что при отсутствии корреляций мировые линии становятся прямыми, причем получающееся соотношение  $p_\mu = g_{(0)\mu\nu} m dx^\nu/dt$  позволяет отождествить термодинамическое время  $t$  с собственным временем движущейся частицы с массой  $m$ .

Сравним далее систему (11) с уравнениями геодезической для аналогичной частицы, движущейся в гравитационном поле с метрикой  $g_{\mu\nu}$ :

$$\frac{dx^\mu}{dt} = \frac{1}{m} g^{\mu\nu} p_\nu, \quad \frac{dp_\mu}{dt} = -\frac{1}{2m} g_{\mu}^{\nu\lambda} p_\nu p_\lambda. \quad (12)$$

Рассматривая случай малых корреляций (т. е. хорошо определенной локализации частицы) и слабой гравитации ( $g_{\mu\nu} = g_{(0)\mu\nu} + g_{(1)\mu\nu}$ , где  $g_{(1)\mu\nu} \rightarrow 0$ ), удастся выразить возмущения метрики в (12) через корреляционные коэффициенты из (11). Определяется также класс температурных режимов, совместный с получающейся эффективной римановой геометрией. Так, в начальной системе покоя частицы гравитационный потенциал  $g_{(1)00}$  дается следующим выражением:

$$g_{(1)00} = (A_2^{-1})^{0\mu} \left[ \frac{1}{mc} g_{(0)}^{\nu\lambda} S_{1,\mu\nu\lambda} + \dot{\beta} (A_1)_{\mu 0} \right],$$

где  $c$  — скорость света. Тем самым неопределенность в положении и импульсе, характеризующая их нетривиальными корреляциями, воспринимается наблюдателем как гравитационное поле, действующее на рассматриваемую частицу.

Гравитационные аспекты квантовой динамики с классическим пределом изучались также в [5], а римановы структуры в равновесной термодинамике — в работе [6].

#### Заключение

На наш взгляд, даваемое соотношениями (3) и (8) объединение времени и температуры, спектров энергии и времен жизни, а также действия и энтропии в единые комплексно-аналитические сущности имеет фундаментальный смысл. Стрела времени, динамическое нарушение четности и гравитация — эффекты, обеспечиваемые данной общетеоретической конструкцией. Отметим, что они исчезают при тривиальных корреляциях, т. е. для локализованных состояний теории.

Мы благодарны Б. С. Ишханову за постоянный обмен идеями и поддержку и Ю. П. Рыбакову, А. А. Славнову, А. В. Борисову, А. С. Холево, Ю. Г. Рудому, С. С. Кокареву, В. Д. Кассандрову, Дж. Коста, М. Матоне, А. Эррера-Агиляр, Т. Занниас, Э. Кеведо и О. Обрегону — за полезные обсуждения представленных результатов.

#### Литература

1. Кубо Р. Термодинамика. М., 1970.
2. Гиббс Дж. В. Основные принципы статистической механики. М.; Л., 1946.
3. Magnon A. Arrow of time and reality: in search of a conciliation. Singapore, 1997.
4. Холево А. С. Статистическая структура квантовой теории. М., 2003.
5. Matone M. // Found. Phys. Lett. 2002. **15**. P. 311.
6. Quevedo H. // J. Math. Phys. 2007. **48**. P. 013506.

Поступила в редакцию  
21.06.2007