

# Квантовая структура околоядерного пространства, спектральные инварианты кулоновского поля и гипероператорная формализация

Владимир Гончаров

December 5, 2025

## Abstract

В работе формализована фундаментальная структура околоядерного пространства водородоподобного атома. На основе решений уравнений Шрёдингера и Дирака выделены спектральные, топологические и масштабные инварианты, образующие *инвариантное ядро* — набор величин, сохраняющихся при действии масштабной группы перенормировки. Введён *гипероператор*, отображающий тройку  $(\mathcal{M}, V, \mathcal{H})$  в пару  $(\Sigma, \mathcal{I}_{\text{inv}})$ , где  $\Sigma$  — спектр гамильтониана, а  $\mathcal{I}_{\text{inv}}$  — инвариантное ядро. Показано, что кулоновский гамильтониан обладает строгой масштабной гомогенностью, а инвариантное ядро является структурным мостом между микроскопической квантовой физикой и масштабными космологическими моделями.

## 1 Введение

Околоядерная область атома является фундаментальным объектом спектральной теории, отображающим квантово-механическую организацию меры вероятности вблизи кулоновского центра. Несмотря на классическую простоту вида потенциальной энергии  $V(r) = -Z/r$ , кулоновский гамильтониан демонстрирует уникальную структурную *масштабную инвариантность*, связывающую спектральные уровни, плотности, топологию узлов и безразмерные отношения физических параметров.

Цель работы — построение **инвариантного ядра**, сохраняющегося при действии масштабной группы перенормировки, и формализация универсального **гипероператора**, сопоставляющего гамильтониану его спектрально-инвариантные характеристики.

Эта структура, как будет показано, имеет прямые аналоги в космологических моделях (например, спектрах мод Мукханова–Сасаки), что позволяет рассматривать гипероператор как инструмент, связывающий квантовые микросистемы и масштабы Вселенной.

## 2 Основная модель: уравнение Шрёдингера

Гамильтониан водородоподобного атома:

$$\hat{H}_Z = -\frac{\hbar^2}{2\mu}\nabla^2 - \frac{Ze^2}{4\pi\epsilon_0 r}. \quad (2.1)$$

В сферических координатах волновая функция разделяется:

$$\psi_{nlm}(r, \theta, \phi) = R_{nl}(r)Y_l^m(\theta, \phi). \quad (2.2)$$

Радиальное уравнение принимает вид:

$$-\frac{\hbar^2}{2\mu} \left( \frac{d^2 R}{dr^2} + \frac{2}{r} \frac{dR}{dr} - \frac{l(l+1)}{r^2} R \right) - \frac{Ze^2}{4\pi\epsilon_0 r} R = E_n R. \quad (2.3)$$

Решение:

$$R_{nl}(r) = N_{nl} \left( \frac{2Zr}{na_0} \right)^l e^{-Zr/(na_0)} L_{n-l-1}^{2l+1} \left( \frac{2Zr}{na_0} \right). \quad (2.4)$$

Энергетический спектр:

$$E_n = -\frac{R_\infty Z^2}{n^2}. \quad (2.5)$$

### 3 Структура околоядерной области

Плотность вероятности:

$$\rho_{nlm}(r, \theta, \phi) = |\psi_{nlm}|^2. \quad (3.1)$$

$s$ -орбитали имеют ненулевую плотность в ядре:

$$|\psi_{n0}(0)|^2 = \frac{Z^3}{\pi a_0^3 n^3}. \quad (3.2)$$

Количество радиальных узлов:

$$N = n - l - 1. \quad (3.3)$$

### 4 Релятивистские поправки

Уравнение Дирака:

$$\left[ c\boldsymbol{\alpha} \cdot \mathbf{p} + \beta mc^2 - \frac{Ze^2}{4\pi\epsilon_0 r} \right] \psi = E\psi. \quad (4.1)$$

Спектр:

$$E_{n,j} = mc^2 \left[ 1 + \left( \frac{Z\alpha}{n - j - 1/2 + \sqrt{(j + 1/2)^2 - (Z\alpha)^2}} \right)^2 \right]^{-1/2}. \quad (4.2)$$

## 5 Спектральные инварианты кулоновского поля

Инвариант	Математическое выражение	Физическая интерпретация	Масштб. инвариантность
Энергетические отношения	$\frac{E_n}{E_m} = \frac{m^2}{n^2}$	Отношение уровней энергии	Да (строгий инвариант)
Число узлов	$n - l - 1$	Топология волновой функции	Да
Безразмерная плотность	$ \psi_{n0}(0) ^2 a_0^3 = \frac{Z^3}{\pi n^3}$	Вероятность в ядре	Да
Отн. тонкой структуры	$\Delta E/E_n \sim \alpha^2$	Релятивистские поправки	Да
Отн. радиуса	$r_{\max}/a_0 = 1/Z$	Характерный размер	Да

**Table 1:** Инвариантное ядро кулоновского поля

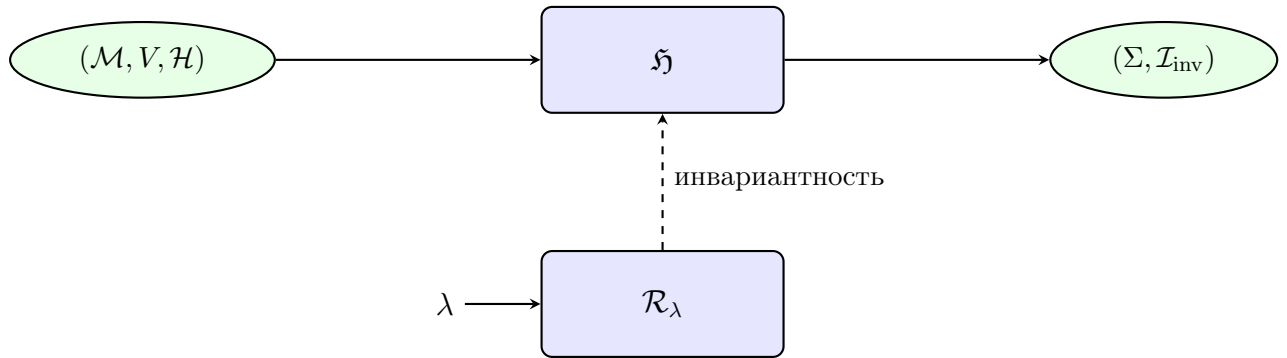
## 6 Гипероператор и масштабные преобразования

Определим гипероператор:

$$\mathfrak{H} : (\mathcal{M}, V, \mathcal{H}) \mapsto (\Sigma, \mathcal{I}_{\text{inv}}), \quad (6.1)$$

где:

- $\Sigma = \sigma(\hat{H})$  — спектр,
- $\mathcal{I}_{\text{inv}}$  — инвариантное ядро (см. таблицу 1).



**Figure 1:** Схема гипероператора  $\mathfrak{H}$  и его связь с перенормировочной группой  $\mathcal{R}_\lambda$

Масштабная группа:

$$r \mapsto \lambda r, \quad Z \mapsto \lambda Z. \quad (6.2)$$

Тогда:

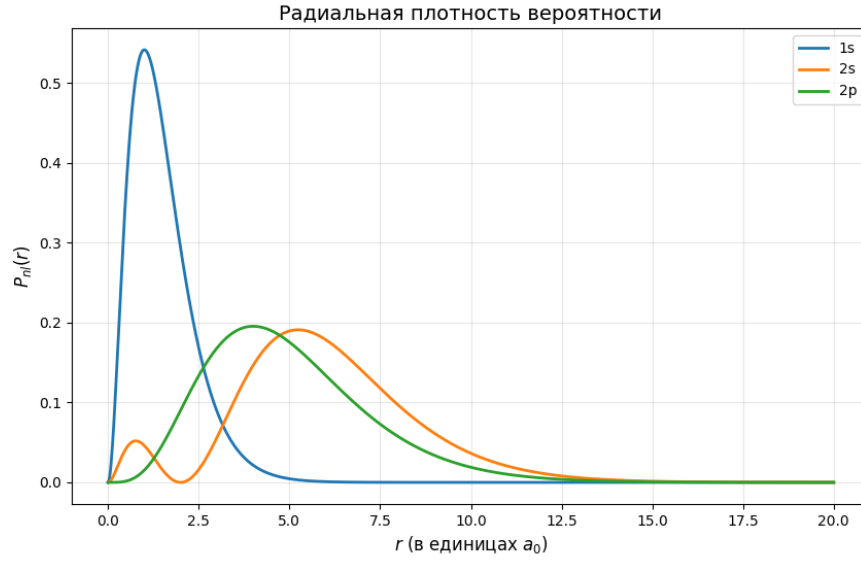
$$\hat{H}_Z^{(\lambda)} = \lambda^{-2} \hat{H}_Z, \quad \Sigma^{(\lambda)} = \lambda^{-2} \Sigma. \quad (6.3)$$

Но:

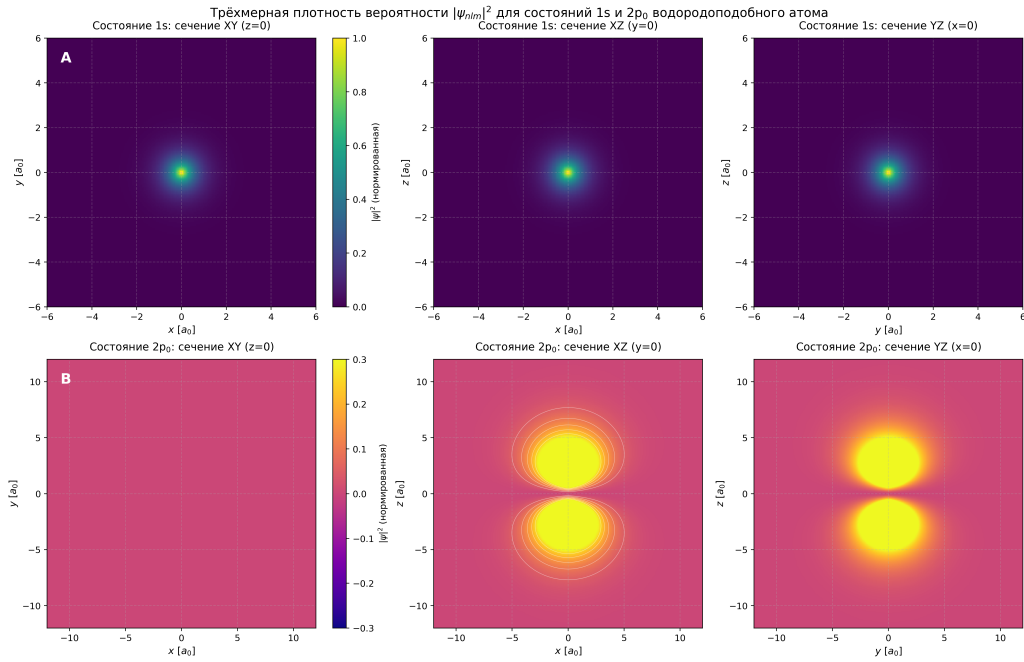
$$\mathcal{I}_{\text{inv}}(\hat{H}_Z) = \mathcal{I}_{\text{inv}}(\hat{H}_Z^{(\lambda)}), \quad (6.4)$$

что и формирует фундаментальную масштабную инвариантность.

## 7 Визуализации



**Figure 2:** Радиальная плотность вероятности  $P_{nl}(r) = r^2 |R_{nl}(r)|^2$  для состояний 1s, 2s и 2p водородоподобного атома ( $Z = 1$ )



**Figure 3:** 3D-визуализация плотности  $|\psi|^2$  для состояний 1s (слева) и 2p<sub>0</sub> (справа)

## А Инвариантное ядро

### А.1 Масштабная группа $\mathcal{R}_\lambda$

$$\begin{aligned}\mathcal{R}_\lambda(\mathcal{M}, V, \mathcal{H}) &= (\mathcal{M}_\lambda, V_\lambda, \mathcal{H}_\lambda), \\ V_\lambda(x) &= \lambda^{-2}V(\lambda^{-1}x).\end{aligned}\tag{A.1}$$

### А.2 Определение инвариантного ядра

Пусть:

$$\mathcal{I} : (\mathcal{M}, V, \mathcal{H}) \rightarrow \mathbb{R}^k.$$

**Определение.**  $\mathcal{I}$  называется инвариантным ядром, если существует диагональная матрица  $\Lambda_\lambda$  такая, что:

$$\mathcal{I}(\mathcal{R}_\lambda X) = \Lambda_\lambda \mathcal{I}(X).\tag{A.2}$$

Если  $(\Lambda_\lambda)_{ii} = 1$ , величина называется строгим инвариантом.

### А.3 Теорема о масштабной инвариантности

**Теорема.** Для гамильтониана  $H_Z$  кулоновского типа:

$$\mathfrak{H}(\mathcal{R}_\lambda H_Z) = (\lambda^{-2}\Sigma, \mathcal{I}_{\text{inv}}).\tag{A.3}$$

**Доказательство.** Следует из гомогенности потенциала  $1/r$  и линейности оператора Лапласа.  $\square$

### А.4 Примеры инвариантного ядра для кулоновского потенциала

Для кулоновского потенциала  $V(r) = -Z/r$  инвариантное ядро включает:

1. Энергетические отношения:  $\frac{E_n}{E_m} = \frac{m^2}{n^2}$
2. Топологические инварианты: число узлов  $n - l - 1$
3. Безразмерные комбинации:  $|\psi_{n0}(0)|^2 a_0^3 = \frac{Z^3}{\pi n^3}$
4. Отношения параметров:  $\frac{\Delta E}{E_n} \sim \alpha^2$

## В Потенциалы $V(r) = r^{-k}$

Для потенциала:

$$V(r) = V_0 r^{-k}$$

масштабирование даёт:

$$V(r) \mapsto \lambda^{-k}V(r).\tag{B.1}$$

Строятся аналогичные инвариантные комбинации.

## С Космологический мост

Для уравнения Мукханова–Сасаки:

$$\omega_k^2 = k^2 + m^2 a^2,$$

инвариант:

$$m/H \quad \text{аналогичен} \quad Z\alpha. \tag{C.1}$$

## References

- [1] Ландау Л.Д., Лифшиц Е.М. *Квантовая механика. Нерелятивистская теория*. Физматлит, 1989.
- [2] Bjorken J.D., Drell S.D. *Relativistic Quantum Mechanics*. McGraw-Hill, 1964.
- [3] Hawking S.W. *The quantum state of the universe*. Nucl. Phys. B 239, 257–276 (1984).
- [4] Peskin M., Schroeder D. *An Introduction to Quantum Field Theory*. Addison-Wesley, 1995.
- [5] Mukhanov V.F., Chibisov G.V. *Quantum fluctuations and a nonsingular universe*. JETP Lett. 33, 532–535 (1981).
- [6] Coleman S., De Luccia F. *Gravitational effects on and of vacuum decay*. Phys. Rev. D 21, 3305 (1980).