

УДК 539.12.01

Критические значения расширения Фридрихса релятивистской кулоновской задачи

В.В. АНДРЕЕВ

В работе представлена методика расчета критических значений параметра кулоновского потенциала α на основе решения бесспинового уравнения Солпитера в импульсном пространстве. В предлагаемой методике вычисление α_{crit} сводится к задаче собственные значения. Для бесспинового уравнения Солпитера с $m = 0$ получены новые аналитические выражения α_{crit} основного состояния с произвольным орбитальным моментом ℓ . Проведен численный расчет критических значений α_{crit} для уравнения Солпитера с $m \neq 0$.

Ключевые слова: уравнение Солпитера, импульсное пространство, гамильтониан, кулоновский потенциал.

The paper presents a technique for calculating the critical values of the parameter α of the Coulomb potential based on the solution of the spinless Salpeter equation in momentum space. In the proposed method, the calculation of α_{crit} is reduced to an eigenvalue problem. For the spinless Salpeter equation with $m = 0$, new analytical expressions α_{crit} of the ground state with an arbitrary orbital angular momentum ℓ are obtained. A numerical calculation of the critical values of α_{crit} for the Salpeter equation with $m \neq 0$ is carried out.

Keywords: Salpeter equation, momentum space, Hamiltonian, Coulomb potential.

Введение. Для вычисления характеристик двухчастичных связанных квантовых систем используют уравнения вида

$$H|\Phi\rangle = E|\Phi\rangle, \quad (1)$$

где H – оператор Гамильтона (гамильтониан), $E > 0$ – полная энергия связанной системы, которая описывается волновой функцией Φ . При этом гамильтониан в многих случаях можно представить в виде, разделив кинетическую и потенциальную части:

$$H = T(k) + V(\mathbf{r}, \eta). \quad (2)$$

Здесь $V(\mathbf{r}, \eta)$ статический потенциал взаимодействия частиц, зависящий от координаты \mathbf{r} и некоторого набора параметров $\eta = \{\alpha, \sigma, \dots\}$, которые характеризуют интенсивность взаимодействия частиц с другом; часто потенциал считается центральным, т. е. зависит только от радиальной координаты $r = |\mathbf{r}|$.

Оператор кинетической энергии $T(k)$ в случае полурелятивистской кинематики определяется соотношением ($\hbar = c = 1$)

$$T(k) = \sum_{i=1}^2 \sqrt{k^2 + m_i^2}, \quad k = |\mathbf{k}|, \quad (3)$$

где $m_{1,2}$ – массы частиц, образующих систему. В нерелятивистском пределе имеем

$$T(k) = \sum_{i=1}^2 \frac{k^2}{2m_i} + m_i. \quad (4)$$

Очень часто для выявления характерных особенностей уравнения (1) используют «одночастичный» вариант оператора $T(k)$

$$T(k, m) = \sqrt{k^2 + m^2}. \quad (5)$$

Уравнение (1) с оператором (3) или (5) (бесспиновое уравнение Солпитера) обычно используется, когда нельзя пренебречь кинетическими релятивистскими эффектами [1]. Заметим, что аналогичное уравнение появляется в рамках пуанкаре-инвариантной квантовой механики [2]. Это уравнение используют при описании спектроскопии мезонов в рамках потенциальных моделей [3]. Обзор некоторых аспектов «полурелятивистского» описания связанных состояний можно найти в работе [4].

Из-за псевдодифференциальной природы оператора кинетической энергии для уравнения (1) трудно найти точные аналитические результаты. Большинство этих результатов было получено для кулоновского потенциала с константой взаимодействия α

$$V(|\mathbf{r}|) = -\frac{\alpha}{r} \quad (6)$$

и являются приближенными. Например, в работах [4]–[6] найдены аналитические оценки верхней и нижней границы уровней основного состояния энергии, а также проведены численные расчеты возможных спектров для различных потенциалов [4]–[7].

Требование положительности полной энергии E для гамильтониана H приводит к условию вида (расширение Фридрихса)

$$E(\eta) = \frac{\langle \Phi | H(\eta) | \Phi \rangle}{\langle \Phi | \Phi \rangle} \geq 0. \quad (7)$$

Уравнение (7) определяет ограничения на набор параметров потенциала взаимодействия η , при которых существует дискретный спектр оператора H . Значения параметров $\eta_{\text{crit.}}$, при которых $E(\eta_{\text{crit.}}) = 0$, называют критическими.

Одной из интересных задач, связанных с решением уравнения (1) с кулоновским потенциалом (6), является существование критического значения $\alpha_{\text{crit.}}$ параметра α , при котором дискретный спектр связанной системы перестает существовать (при этом энергия системы $E(\alpha_{\text{crit.}}) = 0$).

По теме существования критического значения и его оценки имеются многочисленные работы, начиная с работы [8]. Чаще всего, с помощью вариационных методов вычислялось аналитическое выражение для верхней границы энергии E , а затем из него извлекалось критическое значение константы взаимодействия α .

В данной работе излагается новая методика получения критических значений кулоновской задачи на основе уравнения (1) в импульсном пространстве. Будут получены аналитические и численные значения $\alpha_{\text{crit.}}$ в безмассовом пределе и для варианта с $m \neq 0$.

Бесспиновое уравнение Солпитера в импульсном пространстве. Для поиска критических значений используем «одночастичный» вариант оператора кинетической энергии (5).

Уравнение (1) для центрально-симметричных потенциалов после частичного разложения примет вид:

$$T(k, m)\Phi_{n\ell}(k) + \int_0^\infty V_\ell(k, k')\Phi_\ell(k')k'^2 dk' = E_{n\ell}\Phi_{n\ell}(k), \quad (8)$$

где $\Phi_{n\ell}(k)$ – радиальная часть фурье-образа волновой функции в координатном представлении; $V_\ell(k, k')$ – оператор ℓ -той составляющей частичного разложения потенциала взаимодействия.

Для кулоновского потенциала (6) импульсное представление имеет вид

$$V_\ell(k, k') = -\frac{\alpha Q_\ell(y)}{\pi k k'} \quad (9)$$

Здесь y – комбинация импульсов

$$y = \frac{k^2 + k'^2}{2kk'}, \quad (10)$$

функция $Q_\ell(y)$ – полином Лежандра 2-го рода:

$$Q_\ell(y) = P_\ell(y)Q_0(y) - w_{\ell-1}(y), \quad (11)$$

$$Q_0(y) = \frac{1}{2} \ln \left| \frac{1+y}{1-y} \right|; \quad w_{\ell-1}(y) = \sum_{n=1}^{\ell} \frac{1}{n} P_{n-1}(y) P_{\ell-n}(y), \quad (12)$$

где $P_\ell(y)$ – полином Лежандра 1-го рода.

Уравнение (8) с помощью замен

$$\begin{aligned} k &= \beta \tilde{k}, & \phi_{n\ell}(\tilde{k}) &= \beta^{1/2} k \Phi_{n\ell}(k), \\ E_{n\ell} &= \beta \varepsilon_{n\ell}, & m_\beta &= m / \beta, \quad \beta > 0 \end{aligned} \quad (13)$$

трансформируется к виду с безразмерными величинами:

$$(\varepsilon_{n\ell} - T(\tilde{k}, m_\beta)) \phi_{n\ell}(\tilde{k}) = -\frac{\alpha}{\pi} \int_0^\infty Q_\ell(y) \phi_{n\ell}(\tilde{k}') d\tilde{k}'. \quad (14)$$

Однако описание связанных состояний в импульсном представлении усложняется необходимостью решения интегрального уравнения (8), содержащего сингулярные члены, тип которых определяется видом $V_\ell(k, k')$. Поскольку функция Q_ℓ сингулярная, поэтому в данном случае требуются специальные методы решения.

Рассмотрим методы решения уравнения (14) с кулоновским потенциалом, имеющим логарифмическую сингулярность. Численное решение интегрального уравнения (8) может быть сведено к задаче на собственные значения для матрицы, которая возникает при использовании квадратурных формул для интегралов, входящих в уравнение.

Сначала трансформируются пределы интегрирования от $[0, \infty[$ к «стандартному» $[-1, 1]$ с помощью замены переменных

$$\int_0^\infty f(\tilde{k}) d\tilde{k} = \int_{-1}^1 f(\tilde{k}(t)) \frac{d\tilde{k}}{dt} dt. \quad (15)$$

Среди различных возможностей в литературе часто встречается вариант отображения вида:

$$\tilde{k}(t) = \beta_0 \frac{1+t}{1-t}, \quad (16)$$

где β_0 – некоторый параметр, позволяющий улучшить процесс сходимости вычислений.

Стандартный подход основан на аппроксимации интеграла (15) посредством квадратурной формулы

$$\int_0^\infty f(\tilde{k}) d\tilde{k} \approx \sum_{j=1}^N \tilde{\omega}_j f(\tilde{k}_j), \quad (17)$$

где множители $\tilde{\omega}_j$ связаны с табличными весовыми множителями ω_j для области $[-1, 1]$ соотношением: $\tilde{\omega}_j = (d\tilde{k} / dt)_j \omega_j$, а величина N задает число узлов.

В итоге, численное решение интегрального уравнения (1) может быть сведено к задаче на собственные значения для матрицы H_{ij} :

$$\sum_{j=1}^N H(\tilde{k}_i, \tilde{k}_j) \phi(\tilde{k}_j) = \sum_{j=1}^N H_{ij} \phi_j = E^{(N)} \phi_i. \quad (18)$$

Стандартные методики численного решения уравнения (8) с потенциалом (9) дают относительно невысокую точность [9], [10]. В работах [11]–[13] развиты высокоточные методы решения (8), позволяющие провести численный анализ значений α_{crit} .

В нашем случае используем модификацию уравнения (8) с помощью контрчлена, позволяющего избежать проблем с логарифмической сингулярностью потенциала (9) [12]:

$$C_\ell = \int_0^\infty \frac{Q_\ell(y)}{k} dk = \left[\frac{(\ell-1)!!}{\ell!!} \right]^2 \times \begin{cases} \pi^2/2, & \ell = 2m, m = 0, 1, 2, \dots \\ 2, & \ell = 2m+1, m = 0, 1, 2, \dots \end{cases} \quad (19)$$

Контрчлен (19) максимально удобен для вычитания и позволяет повысить точность решения по сравнению с вариантами работ [9], [14] на два порядка [12].

В итоге уравнение (14) после добавления (19), запишется в виде

$$\left(T(\tilde{k}, m_\beta) - \varepsilon_{n\ell} \right) \phi_{n\ell}(\tilde{k}) = \frac{\alpha}{\pi} \left[C_\ell \tilde{k} \phi_{n\ell}(\tilde{k}) + \int_0^\infty Q_\ell(y) \left(\phi_{n\ell}(\tilde{k}') - \frac{\tilde{k}}{\tilde{k}'} \phi_{n\ell}(\tilde{k}) \right) d\tilde{k}' \right]. \quad (20)$$

Критические значения кулоновской задачи. Используем уравнение (20) для вычисления критических значений α . Спектр гамильтониана в этом случае будет положительным при условии, если

$$0 < \alpha < \alpha_{\text{crit.}}. \quad (21)$$

Рассмотрим три варианта оператора $T(k)$ в кулоновской задаче: 1) ультрарелятивистский предел – $T(k, m=0) = k$; 2) нерелятивистское приближение – $T^{\text{NR}}(k, m) = m + k^2 / (2m)$; 3) бесспиновое уравнение Солпитера с $T(k, m) = \sqrt{k^2 + m^2}$. Обозначим критические значения для данных вариантов, как $\alpha_{\text{crit.}}^{\text{H}}$, $\alpha_{\text{crit.}}^{\text{NR}}$ и $\alpha_{\text{crit.}}^{\text{S}}$. Поскольку

$$k < \sqrt{k^2 + m^2} < m + \frac{k^2}{2m}, \quad (22)$$

то

$$\alpha_{\text{crit.}}^{\text{H}} < \alpha_{\text{crit.}}^{\text{S}} < \alpha_{\text{crit.}}^{\text{NR}}. \quad (23)$$

В случае $m = 0$, вследствие того, что $\varepsilon_{n\ell}(\alpha_{\text{crit.}}^{\text{H}}) = 0$, уравнение (20) преобразуется к виду

$$\int_0^\infty Q_\ell(y) \left(\phi_{n\ell}(\tilde{k}) / \tilde{k}' - \phi_{n\ell}(\tilde{k}') / \tilde{k} \right) d\tilde{k}' = \left(C_\ell - \frac{\pi}{\alpha_{\text{crit.}}^{\text{H}}} \right) \phi_{n\ell}(\tilde{k}). \quad (24)$$

При решении уравнения (24) использовались квадратурные формулы на основе полиномов Чебышева 1-го рода $T_n(x)$, для которых имеются аналитические выражения весовых коэффициентов и нулей. Это позволяет исследовать поведение собственных значений для матриц уравнения (24) размерности $N \times N$ для широкой области N .

Используя методику решения интегральных уравнений (смотри формулы (15)–(17)), получим задачу на собственные значения для функции $(C_\ell - \pi / \alpha_{\text{crit.}}^{\text{H}})$ вида

$$\sum_{j=1}^N W_{ij} \phi_j = \left(C_\ell - \frac{\pi}{\alpha_{\text{crit.}}^{\text{H}}} \right) \phi_i, \quad i = 1, \dots, N. \quad (25)$$

Матричные элементы W_{ij} уравнения (25) запишутся в виде:

$$W_{ii} = \sum_{r=1}^N \omega_r^{\text{st}} Q_\ell(y_{ri} \neq 1) \frac{dk_r}{k_r}, \quad H_{ij} = -\omega_j^{\text{st}} Q_\ell(y_{ij}) \frac{dk_j}{k_i}, \quad (i \neq j), \quad (26)$$

где для сокращения записи введены обозначения:

$$\bar{k}_i = \left(\frac{1 + \xi_{i,N}}{1 - \xi_{i,N}} \right), \quad \overline{dk}_i = \frac{1}{(1 - \xi_{i,N})^2}, \quad (27)$$

$$Q_\ell(y(z, t)) = P_\ell(y(z, t)) \log \left| \frac{1-tz}{t-z} \right| - w_{\ell-1}(y(z, t)), \quad (28)$$

$$y(z, t) = \frac{2(t-z)^2}{(1-t^2)(1-z^2)} + 1, \quad y_{ij} = y(\xi_{i,N}, \xi_{j,N}). \quad (29)$$

Нули полиномов Чебышева $T_N(x)$ и весовые множители определяются соотношениями:

$$\xi_{i,N} = \cos\left(\frac{i-1/2}{N}\pi\right), \quad \omega_i^{\text{st}} = -\frac{4}{N} \sum_{k=0}^{\lfloor(N-1)/2\rfloor} \frac{T_{2k}(\xi_{i,N})}{4k^2-1}. \quad (30)$$

Расчеты проводились в системе Wolfram Mathematica [15], а выбранная точность весовых коэффициентов и нулей была равна 90. Для проверки выполнялось вычисление энергетического спектра путем решения уравнения (20) с полученными критическими значениями α_{crit} .

В этом случае, полагаем, что числовой параметр $\beta_0 = 0,999992 \times \alpha$, который воспроизводит решение нерелятивистской задачи с кулоновским потенциалом с относительной точностью от 10^{-7} до 10^{-4} для первых трех уровней и различных ℓ [12], [13], [16].

Решение задачи (25) приводит к тому, что для основного состояния критические значения определяются соотношением

$$\alpha_{\text{crit}}^{\text{H}} = \frac{\pi}{C_\ell} = \left[\frac{\ell!!}{(\ell-1)!!} \right]^2 \times \begin{cases} 2/\pi, & \ell = 2m, \quad m = 0, 1, 2, \dots \\ \pi/2, & \ell = 2m+1, \quad m = 0, 1, 2, \dots \end{cases} \quad (31)$$

Ответ (31) проверен для $\ell = 0, 1, \dots, 7$. Для $\ell = 0$ имеем, что $\alpha_{\text{crit}}^{\text{H}} = 2/\pi$, что совпадает с выводом работы [8]. В таблице 1 представлены некоторые значения, полученные из формулы (31). Отметим, что для $\ell \geq 1$ критическое значение становится большим единицы, что связано с появлением вклада от центробежного потенциала.

Таблица 1 – Значения $\alpha_{\text{crit}}^{\text{H}}$ основного состояния уравнения (24)

| ℓ | 0 | 1 | 2 | 3 | 4 | 5 | 6 | 7 |
|-----------------------------------|-----------------|-----------------|-----------------|------------------|--------------------|----------------------|---------------------|-----------------------|
| $\alpha_{\text{crit}}^{\text{H}}$ | $\frac{2}{\pi}$ | $\frac{\pi}{2}$ | $\frac{8}{\pi}$ | $\frac{9\pi}{8}$ | $\frac{128}{9\pi}$ | $\frac{225\pi}{128}$ | $\frac{512}{25\pi}$ | $\frac{1225\pi}{512}$ |

В нерелятивистском варианте оператора $T(k, m)$ критическое значение $\alpha_{\text{crit}}^{\text{NR}}$ найти сложно, поскольку энергетический спектр такого уравнения хорошо известен

$$E_{n\ell}^{\text{NR}} = m \left(1 - \frac{\alpha^2}{2(n+\ell+1)^2} \right), \quad n, \ell = 0, 1, \dots \quad (32)$$

В этом случае для $\alpha_{\text{crit}}^{\text{NR}}$ имеем, что

$$\alpha_{\text{crit}}^{\text{NR}} = \sqrt{2}(n+\ell+1). \quad (33)$$

Рассмотрим вариант бесспинового уравнения Солпитера для кулоновского потенциала. Для кулоновских взаимодействий единственной размерной величиной среди параметров этой теории является масса m взаимодействующих частиц. Следовательно, в этом случае все собственные значения энергии $E_{n\ell}$ пропорциональны m . Поэтому в уравнении (20) без потери общности положим $\beta = m$. Тогда критическое значение $\alpha_{\text{crit}}^{\text{S}}$ находится путем решения уравнения

$$\frac{\tilde{k}}{\sqrt{\tilde{k}^2+1}} \left[C_\ell \phi_{n\ell}(\tilde{k}) + \int_0^\infty Q_\ell(y) \left(\frac{\phi_{n\ell}(\tilde{k}')}{\tilde{k}} - \frac{\phi_{n\ell}(\tilde{k})}{\tilde{k}'} \right) d\tilde{k}' \right] = \frac{\pi}{\alpha_{\text{crit}}^{\text{S}}} \phi_{n\ell}(\tilde{k}). \quad (34)$$

В таблице 2 представлены отношения $\alpha_{\text{crit}}^{\text{S}} / \alpha_{\text{crit}}^{\text{H}}$ для различных значений квантовых чисел n и ℓ , полученные в результате численного расчета (34).

Таблица 2 – Значения отношения $\alpha_{\text{crit}}^{\text{S}} / \alpha_{\text{crit}}^{\text{H}}$

| $\ell = 0$ | | | |
|------------|------------|------------|------------|
| N | $n = 0$ | $n = 1$ | $n = 2$ |
| 100 | 1,01308578 | 1,11733981 | 1,32860675 |
| 300 | 1,00945533 | 1,08461706 | 1,23472381 |
| 500 | 1,00826293 | 1,07393346 | 1,20462677 |

Окончание таблицы 2

| $\ell = 1$ | | | |
|------------|------------|------------|------------|
| N | $n = 0$ | $n = 1$ | $n = 2$ |
| 100 | 1,00309170 | 1,02195779 | 1,07145974 |
| 300 | 1,00224353 | 1,01639418 | 1,04827638 |
| 500 | 1,00195928 | 1,01457764 | 1,04144405 |
| $\ell = 2$ | | | |
| N | $n = 0$ | $n = 1$ | $n = 2$ |
| 100 | 1,00094317 | 1,00523391 | 1,02752665 |
| 300 | 1,00076932 | 1,00371834 | 1,01760214 |
| 500 | 1,00069823 | 1,00329528 | 1,01473026 |

Анализ представленных в таблице результатов показывает, что $\alpha_{\text{crit.}}^S$ удовлетворяет соотношению (23) и возрастает с ростом n и ℓ . С другой стороны, скорее всего, $\alpha_{\text{crit.}}^S \rightarrow \alpha_{\text{crit.}}^H$ при $N \rightarrow \infty$ (асимптотически) для всех n .

Следует отметить, что $\alpha_{\text{crit.}}^S \neq \alpha_{\text{crit.}}^H$, так как решение уравнения (20) для бесспинового уравнения Солпитера дает, что $E/m = 0,484256$ при $n = \ell = 0$. Этот ответ согласуется с результатами работы [4], где получены нижняя и верхняя границы E/m . Результаты расчетов позволяют утверждать, что $\alpha = 2/\pi$ является критическим для уравнения с $T(k, m = 0)$, а не для задачи с $T(k, m \neq 0)$.

Заметим, что прямое решение уравнение (20) с подстановкой полученных критических значений показывает, что энергетический спектр чувствителен к небольшим изменениям $\alpha_{\text{crit.}}$ (меньше 10^{-4} %).

Заключение. В работе представлена методика расчета критических значений кулоновского параметра α для бесспинового уравнения Солпитера. В отличие от работ [4], [5] и др., в данном подходе не требуется вычисление энергетического спектра с последующим расчетом $\alpha_{\text{crit.}}$. В предлагаемой методике вычисление $\alpha_{\text{crit.}}$ сводится к задаче собственные значения. Для бесспинового уравнения Солпитера с $m = 0$ получены новые аналитические выражения $\alpha_{\text{crit.}}$ для основного состояния с произвольным орбитальным моментом ℓ . В частном случае, когда $\ell = 0$, полученное значение совпадает с оценкой $\alpha_{\text{crit.}}$ работы [8].

Проведен численный расчет критических значений $\alpha_{\text{crit.}}^S$ для уравнения Солпитера с $m \neq 0$. Показано, что в данном случае вычисление энергетического спектра становится численно нестабильным в области $\alpha_{\text{crit.}}^S$, в отличие от варианта с $m = 0$.

Литература

1. Salpeter, E. E. Mass-corrections to the fine structure of Hydrogen-like atoms/ E. E. Salpeter// Phys. Rev. – 1952. – Vol. 87, № 2. – P. 328–343.
2. Keister, B. D. Relativistic Hamiltonian dynamics in nuclear and particle physics/ B. D. Keister, W. N. Polyzou// Adv. Nucl. Phys. – 1991. – Vol. 20. – P. 225–479.
3. Андреев, В. В. Пуанкаре-ковариантные модели двухчастичных систем с квантовополевыми потенциалами/ В. В. Андреев. – Гомель : Гомельский гос. ун-т им. Ф. Скорины, 2008. – 294 с.
4. Lucha, W. Semirelativistic treatment of bound states/ W. Lucha, F. F. Schoberl // Int. J. Mod. Phys. – 1999. – Vol. A14. – P. 2309–2334.
5. Lucha, W. The One-dimensional spinless relativistic Coulomb problem / W. Lucha, F. F. Schoberl // J. Math. Phys. – 2000. – Vol. 41. – P. 1778–1787.
6. Hall, R. L. Discrete spectra of semirelativistic Hamiltonians / R. L. Hall, W. Lucha, F. F. Schoberl // Int. J. Mod. Phys. – 2003. – Vol. A18. – P. 2657–2680.
7. Lucha, W. The Spinless Relativistic Yukawa Problem / W. Lucha, F. F. Schöberl// Int. J. Mod. Phys. A. – 2014. – Vol. 29, № 31. – P. 1450195.

8. Herbst, I. W. Spectral theory of the operator $(p^2 + m^2)^{1/2} - Ze^2 / r$ / I. W. Herbst // Communications in Mathematical Physics. – 1977. – Vol. 53, № 3. – P. 285–294. – ibid. 55 (1977) 316 (addendum).
9. Tang, A. The Nyström plus correction method for solving bound state equations in momentum space / A. Tang, J. W. Norbury // Phys. Rev. – 2001. – Vol. E63. – P. 066703.
10. Norbury, J. W. Confining potential in momentum space / J. W. Norbury, D. E. Kahana, K Maung // Can. J. Phys. – 1992. – Vol. 70. – P. 86–89.
11. Андреев, В. В. Квантовые и релятивистские эффекты для двухчастичных систем с корнелльским потенциалом / В. В. Андреев, К. С. Бабич // Проблемы физики, математики и техники. – 2011. – № 3 (8). – С. 7–14.
12. Andreev, V. Precision solution of the Schrödinger equation with Coulomb and linear confining potentials in momentum space / V. Andreev // Physics of Particles and Nuclei Letters. – 2017. – Vol. 14, № 1. – P. 66–76.
13. Андреев, В. В. Прецизионные методы решения уравнения Шрёдингера с сингулярными потенциалами в импульсном пространстве / В. В. Андреев // Журнал Белорусского государственного университета. Физика. – 2019. – № 1. – С. 97–109.
14. Norbury, J. W. Exact numerical solution of the spinless Salpeter equation for the Coulomb potential in momentum space / J. W. Norbury, K. M. Maung, D. E. Kahana // Phys. Rev. A. – 1994. – Vol. 50. – P. 3609–3613.
15. Wolfram, S. The Mathematica Book : Wolfram Research / S. Wolfram. – 5th edition. – Place unknown : Wolfram Media, 2003. – 1488 p. – ISBN 1–57955–022–3.
16. Andreev, V. V. On solving the Schrödinger equation with hypersingular kernel in momentum space / V. V. Andreev // Problems of Physics, Mathematics and Technics. – 2016. – № 1 (26). – P. 7–10.

Гомельский государственный
университет им. Ф. Скорины

Поступила в редакцию 19.04.2021