ПРОСТОЙ МЕТОД РЕШЕНИЯ ПРОБЛЕМЫ «Z > 137» Для уровней энергии водородоподобных атомов

В. П. Незнамов¹, И. И. Сафронов

ФГУП «РФЯЦ-ВНИИЭФ», 607188, г. Саров Нижегородской обл.

«Катастрофа» в решении уравнения Дирака для электрона в поле точечного электрического заряда, возникающая для зарядовых номеров Z > 137, устраняется в работе за счет эффективного учета конечных размеров ядер. Для этого на границе ядра $r_N = (1, 2 \div 1, 4) \cdot 10^{-13} \cdot A^{1/3}$ см в численных решениях уравнений для дираковских радиальных волновых функций вводится граничное условие, зануляющее ф-компоненту электронной плотности тока. В результате для всех ядер Периодической системы $1 \le Z \le 105$ энергетические уровни, полученные в численных расчетах, практически совпадают с уровнями энергии в стандартных решениях уравнения Дирака во внешнем поле кулоновского потенциала точечного заряда. Далее для Z > 105 расчетные зависимости уровней энергии E(Z) носят монотонный и гладкий характер. Нижний энергетический уровень $1S_{1/2}$ достигает энергии $E = -mc^2$ («падение» электрона на ядро) при $Z_c \approx 185$.

Предложенный метод учета конечных размеров ядер может быть легко использован в численных расчетах уровней энергии многоэлектронных атомов.

Ключевые слова: уравнение Дирака, кулоновский потенциал, уровни энергий водородоподобных атомов, учет конечных размеров ядер, критический заряд ядра.

1. Введение

Сто лет назад, в 1913 г., Н. Бор сформулировал постулаты новой квантовой теории. Уже через три года А. Зоммерфельд [1] на основе теории боровских орбит получил формулу тонкой структуры для энергетических уровней водородоподобных атомов

$$E = \frac{mc^2}{\left(1 + \frac{\alpha_{em}^2 Z^2}{\left(n - |\kappa| + \sqrt{\kappa^2 - \alpha_{em}^2 Z^2}\right)^2}\right)^{1/2}}.$$
 (1)

После появления дираковской теории в 1928 г. P. A. M. Dirac [2], C. G. Darwin [3] и W. Gordon [4] получили выражение (1) в результате точного решения уравнения Дирака в кулоновском поле точечного заряда (*-Ze*). В формуле (1) *m* – масса электрона, *c* – скорость света, $\alpha_{em} = \frac{e^2}{\hbar c}$ – электромагнитная постоянная тонкой структуры, *Z* – порядковый номер ядра, *n* = 1,2... – главное квантовое число, к – квантовое число уравнения Дирака:

$$\kappa = \pm 1 \pm 2... = \begin{cases} -(l+1), & j = l + \frac{1}{2}; \\ l, & j = l - \frac{1}{2}. \end{cases}$$
(2)

В (2) *j*, *l* – квантовые числа полного и орбитального момента электрона.

Формула (1) становится комплексным числом при

$$Z > \frac{|\kappa|}{\alpha_{em}} \simeq 137 |\kappa|. \tag{3}$$

¹ E-mail: <u>neznamov@vniief.ru</u>

С практической точки зрения существования реальных ядер в Периодической системе Менделеева в выражении (3) интерес представляют состояния электрона $c|\kappa|=1$, т. е. $1S_{1/2}$ - и $2P_{1/2}$ -состояния. Для этих состояний комплексность уровней энергии в (1) часто называют «катастрофой – Z > 137».

Довольно быстро установленной причиной «катастрофы» является неучет конечных размеров рассматриваемых ядер.

В 1945 г. И. Я. Померанчук и Я. А. Смородинский [5] рассмотрели атомную систему с потенциалом

$$U = \begin{cases} -\frac{Ze^2}{r_N} \text{ для } r \le r_N; \\ U = -\frac{Ze^2}{r} \text{ для } r > r_N, \end{cases}$$
(4)

где *r*_N – радиус ядра.

В результате они оценили величину Z_c , при которой нижний энергетический уровень $1S_{1/2}$ -состояния достигает предельного значения $E = -mc^2$.

$$Z_c = 175$$
 при $r_N = 0,8 \cdot 10^{-12}$ см. (5)

Отсюда следовал важный вывод, что в области $Z_c \ge Z > 137$ должна существовать вещественная зависимость E(Z), а «катастрофа» в формуле (1) действительно возникает из-за неучета конечных размеров ядер.

В 1959 г. Я. Б. Зельдович в работе [6] показал, что изменение кулоновского потенциала в окрестности начала координат слабо влияет на энергетический спектр водородного атома.

Обзор последующих работ, посвященных структуре водородоподобных атомов, при $Z\alpha > 1$ приведен в работе Я. Б. Зельдовича, В. С. Попова [7]. Качественные и количественные результаты [7] при Z > 105 уточняют выводы [5] о влиянии на энергетический спектр конечных размеров рассматриваемых ядер.

В [7] кроме потенциала (4) для анализа структуры энергетических уровней использовался также потенциал, соответствующий потенциалу однородно заряженного шара.

$$U_{1} = \begin{cases} \frac{Ze^{2}}{r_{N}} \left(-\frac{3}{2} + \frac{1}{2} \left(\frac{r}{r_{N}} \right)^{2} \right) \text{для } r \leq r_{N}; \\ \frac{Ze^{2}}{r} & \text{для } r > r_{N}. \end{cases}$$
(6)

В работе W. Pieper, W. Greiner [8] для потенциала (6) численно рассчитаны энергетические уровни первых девяти состояний $(1S_{1/2}, 2S_{1/2}, ..., 3D_{5/2})$ в зависимости от величины Z. Значение Z_c , определенное в [8], составляет $Z_c = 169$ при $r_N = 9,5 \cdot 10^{-12}$ см. Данное значение близко к значениям $Z_c = 170 \div 175$, полученным другими исследователями (см. [5, 7]).

В настоящей работе проблема «Z > 137» решается численными расчетами уравнения Дирака в кулоновском поле за счет введения граничного условия для волновых функций на границе рассматриваемых ядер.

Граничное условие на границе ядер взято по аналогии с исследованиями возможности существования стационарных связанных состояний в гравитационном поле Шварцшильда [9]. Оно состоит в занулении ф-компоненты плотности дираковского тока на границе рассматриваемого ядра, что сводится в кулоновском поле к нулевому значению на границе ядра одной из двух радиальных дираковских функций.

Структура работы выглядит следующим образом. В разделе 2 для полноты изложения приводится уравнение Дирака в кулоновском поле, кратко описана процедура разделения переменных, приводится система уравнений для радиальных волновых функций.

В разделе 3 исследуется поведение компонент вектора плотности дираковского тока и вводится граничное условие для волновых функций на границе ядер.

В разделе 4 анализируются результаты численных расчетов энергетических спектров водородоподобных атомов с различными Z.

В Заключении приведены основные результаты представленной работы.

2. Уравнение Дирака в кулоновском поле заряда (-Ze)

Ниже будем использовать систему единиц $\hbar = c = 1$, сигнатуру

$$g^{\alpha\beta} = \text{diag}[1, -1, -1, -1];$$
 (7)

 $\beta, \alpha^k, k = 1, 2, 3 - 4 \times 4$ матрицы Дирака в представ-

лении Дирака–Паули;
 σ^k –2×2 матрицы Паули.

Рассматриваем стационарный случай, когда волновую функцию можно записать в виде $\psi(\mathbf{r},t) = \psi(\mathbf{r})e^{-iEt}$.

Уравнение Дирака в кулоновском поле точечного заряда (-Ze) в сферической системе координат (r, θ, ϕ) можно представить в виде:

$$E\psi(\mathbf{r}) = \left[\beta m - i\alpha^{1} \left(\frac{\partial}{\partial r} + \frac{1}{r}\right) - i\alpha^{2} \frac{1}{r} \left(\frac{\partial}{\partial \theta} + \frac{1}{2} \operatorname{ctg}\theta\right) - -i\alpha^{3} \frac{1}{r\sin\theta} \frac{\partial}{\partial \varphi} - \frac{Ze^{2}}{r}\right] \psi(\mathbf{r}).$$
(8)

Уравнение (8) допускает разделение переменных, если биспинор $\psi(\mathbf{r}) = \psi(r, \theta, \phi)$ определить в виде

$$\psi(r,\theta,\phi) = \begin{pmatrix} F(r)\xi(\theta) \\ -iG(r)\sigma^{3}\xi(\theta) \end{pmatrix} e^{im_{\phi}\phi}$$
(9)

и использовать следующее уравнение (см., например, [10]):

$$\left[-\sigma^2\left(\frac{\partial}{\partial\theta}+\frac{1}{2}\mathrm{ctg}\theta\right)+i\sigma^1 m_{\varphi}\frac{1}{\sin\theta}\right]\xi(\theta)=i\kappa\xi(\theta).$$
(10)

В выражениях (9), (10) $\xi(\theta)$ – сферические гармоники для спина 1/2, m_{ϕ} – магнитное квантовое число, κ – квантовое число (2).

 $\xi(\theta)$ можно представить в виде [11].

$$\xi(\theta) = \begin{pmatrix} -\frac{1}{2} Y_{jm_{\varphi}}(\theta) \\ \frac{1}{2} Y_{jm_{\varphi}}(\theta) \end{pmatrix} =$$

$$= (-1)^{m_{\varphi} + \frac{1}{2}} \sqrt{\frac{1}{4\pi} \frac{(j - m_{\varphi})!}{(j + m_{\varphi})!}} \begin{pmatrix} \cos\frac{\theta}{2} & \sin\frac{\theta}{2} \\ -\sin\frac{\theta}{2} & \cos\frac{\theta}{2} \end{pmatrix}} \times$$

$$\times \begin{pmatrix} \left(\kappa - m_{\varphi} + \frac{1}{2}\right) P_{l}^{m_{\varphi} - \frac{1}{2}}(\theta) \\ P_{l}^{m_{\varphi} + \frac{1}{2}}(\theta) \end{pmatrix}. \quad (11)$$

В (11) $P_l^{m_{\phi}\pm \frac{1}{2}}(\theta)$ – присоединенные полиномы Лежандра.

В результате разделения переменных мы получаем систему уравнений для вещественных радиальных функций F(r), G(r). Запишем эти уравнения в безразмерных переменных $\varepsilon = \frac{E}{m}, \ \rho = \frac{r}{l_c}, \ где \ l_c = \frac{\hbar}{mc}$ – комптоновская длина волны электрона.

$$\frac{dF}{d\rho} + \frac{1+\kappa}{\rho}F - \left(\epsilon + 1 + \frac{\alpha_{em}Z}{\rho}\right)G = 0;$$

$$\frac{dG}{d\rho} + \frac{1-\kappa}{\rho}G + \left(\epsilon - 1 + \frac{\alpha_{em}Z}{\rho}\right)F = 0.$$
(12)

Если ввести фазу из определения

$$tg\Phi = \frac{F(\rho)}{G(\rho)},$$
 (13)

то энергетический спектр ε_n можно также опре-

делять из уравнения для фазы $\Phi = \operatorname{arctg} \frac{F(\rho)}{G(\rho)} + k\pi$,

 $k = 0, \pm 1, \pm 2, ...$ в форме, предложенной М. А. Вронским [9]

$$\frac{d\Phi}{d\rho} = \varepsilon + \frac{\alpha_{em}Z}{\rho} + \cos 2\Phi - \frac{\kappa}{\rho}\sin 2\Phi.$$
(14)

Для финитного движения электрона асимптотика решений уравнений (12) при $\rho \rightarrow \infty$ имеет вид

$$F(\rho) = C_1 e^{-\rho \sqrt{1-\varepsilon^2}};$$

$$G(\rho) = -\sqrt{\frac{1-\varepsilon}{1+\varepsilon}} F(\rho).$$
(15)

Фаза Φ при $\rho \rightarrow \infty$ равна

$$\Phi = -\operatorname{arctg} \sqrt{\frac{1+\varepsilon}{1-\varepsilon}}.$$
 (16)

3. Плотность тока электронов, граничные условия для волновых функций на границе ядер

В процессе процедуры разделения переменных при получении из уравнения (8) уравнений (10), (12) была произведена эквивалентная замена матриц Дирака

$$\alpha^1 \to \alpha^3; \ \alpha^2 \to \alpha^1; \ \alpha^3 \to \alpha^2.$$
 (17)

Тогда с учетом (9), (11) компоненты дираковской плотности тока равны

$$j^{r} = \psi^{+} \alpha^{3} \psi =$$

$$= -iF(\rho)G(\rho) \Big[\xi^{+}(\theta) \Big(\sigma^{3} \sigma^{3} - \sigma^{3} \sigma^{3} \Big) \xi(\theta) \Big] = 0; \quad (18)$$

$$j^{\theta} = \psi^{+} \alpha^{1} \psi =$$

$$= -2F(\rho)G(\rho) \Big[\xi^{+}(\theta) \sigma^{2} \xi(\theta) \Big] = 0; \quad (19)$$

$$j^{\varphi} = \psi^{+} \alpha^{2} \psi =$$

= 2F(\rho)G(\rho) \bigg[\xi^{+}(\theta)\sigma^{1} \xi(\theta)\bigg] \neq 0. (20)

Равенства (18)–(20) совпадают с ранее полученными результатами в [12].

Наше граничное условие состоит в занулении компоненты тока j^{φ} на границе ядра ρ_N , что сводится к нулевому значению одной из двух волновых функций $F(\rho_N)$, $G(\rho_N)$ на границе ядра

$$F(\rho_N)G(\rho_N) = 0.$$
(21)

Граничное условие (21) аналогично условию вблизи «горизонта событий», введенного в численных расчетах решения уравнения Дирака в поле Шварцшильда [9].

В результате при значениях гравитационной константы связи $\alpha \ll 1$ в расчетах [9] получены уровни энергии, близкие к уровням энергии в атоме водорода.

4. Результаты численных расчетов определения энергетического спектра водородоподобных атомов с эффективным учетом конечных размеров ядер

В расчетах размер ядер определялся из соотношений

$$r_N = 1, 3 \cdot 10^{-13} \cdot A^{1/3}$$
 см или
 $\rho_N = \frac{1}{300} A^{1/3}.$
(22)

В (22) А – атомная масса ядра.

Уравнение для фазы (14) решалось неявным методом Рунге-Кутта пятого порядка с контролем размера шага [13]. Использовалась схема Ила для получения трехстадийного метода Радо IIA.

Из двух возможных вариантов реализации условия (21) будем осуществлять его, как и в [9], равенством

$$G(\rho_N) = 0. \tag{23}$$

Некоторым основанием для этого является известная малость функции $G(\rho)$ по сравнению с функцией $F(\rho)$ в нерелятивистском приближении уравнения Дирака.

Из (23) следует, что условие для фазы равно

$$\Phi(\varepsilon,\kappa,z) = k\frac{\pi}{2}, \ k = \pm 1, \pm 3, \pm 5...$$
 (24)

В табл. 1–3 приведены значения уровней энергии для атома водорода Z = 1, A = 1, полученные в численных расчетах решения уравнения (14) с граничными условиями (16), (24) для $\kappa = \pm 1, \pm 2, \pm 3$ и $n = 1 \div 11$.

Там же приведены соответствующие значения энергии, полученные из формулы (1), и вычислены в процентах относительные отклонения расчетных величин от аналитических значений (1).

Таблица 1

п	$1 - \varepsilon_{an}$	$1 - \varepsilon_{num}$	$\delta(\%)$	Примечание
1	2.6640E-05	2.6641E-05	-0,004	Для $\kappa = +1$ решения нет
2	6.6600E-06	6.6602E-06	-0,003	
3	2.9600E-06	2.9601E-06	-0,003	
4	1.6650E-06	1.6651E-06	-0,006	
5	1.0656E-06	1.0656E-06	0,000	
6	7.4000E-07	7.3999E-07	0,001	
7	5.4367E-07	5.4367E-07	0,000	
8	4.1625E-07	4.1624E-07	0,002	
9	3.2889E-07	3.2888E-07	0,002	
10	2.6640E-07	2.6639E-07	0,003	
11	2.2016E-07	2.2015E-07	0,006	

Уровни энергии атома водорода для $S_{1/2}$, $P_{1/2}$ -состояний ($\kappa = \pm 1$)

Таблица 2

Уровни энергии атома водорода для $P_{3/2}$, $D_{3/2}$ -состояний ($\kappa = \pm 2$)

п	$1 - \varepsilon_{an}$	$1 - \varepsilon_{num}$	$\delta(\%)$	Примечание
2	6.6599E-06	6.6585E-06	0,022	Для $\kappa = +2$ решения нет
3	2.9600E-06	2.9603E-06	-0,009	
4	1.6650E-06	1.6653E-06	-0,016	
5	1.0656E-06	1.0656E-06	0,004	

Окончание табл. 2

n	$1 - \varepsilon_{an}$	$1 - \varepsilon_{num}$	$\delta(\%)$	Примечание
6	7.3999E-07	7.3997E-07	0,004	
7	5.4367E-07	5.4367E-07	0,001	
8	4.1625E-07	4.1622E-07	0,007	
9	3.2889E-07	3.2887E-07	0,006	
10	2.6640E-07	2.6637E-07	0,012	
11	2.2016E-07	2.2017E-07	-0,001	

Таблица 3

Уровни энергии атома водорода для $D_{5/2}$, $F_{5/2}$ -состояний ($\kappa = \pm 3$)

n	$1 - \varepsilon_{an}$	$1 - \varepsilon_{num}$	δ(%)	Примечание
3	2.9600E-06	2.9597E-06	0,011	Для к = +3 решения нет
4	1.6650E-06	1.6652E-06	-0,010	
5	1.0656E-06	1.0657E-06	-0,006	
6	7.3999E-07	7.3997E-07	0,004	
7	5.4367E-07	5.4367E-07	0,000	
8	4.1625E-07	4.1622E-07	0,007	
9	3.2889E-07	3.2887E-07	0,006	
10	2.6640E-07	2.6637E-07	0,012	
11	2.2016E-07	2.2017E-07	-0,001	

Видно хорошее согласие расчетных и аналитических значений уровней энергии с точностью до сотых долей процента $\left(\delta = \frac{\varepsilon_{num} - \varepsilon_{an}}{1 - \varepsilon_{an}} 100\%\right)$.

В пределах указанной точности в расчетах воспроизводится характерное для формулы тонкой структуры (1) вырождение энергетических уровней с одинаковым полным моментом j (с одинаковым значением $|\kappa|$).

Далее уровни энергии одноэлектронных атомов были вычислены для следующих ядер: B(Z = 5, A = 10), Ne(Z = 10, A = 21), Mn(Z = 25, A = 5), Sn(Z = 50, A = 119), U(Z = 92, A = 238), (Z = 104, A = 261). Для гипотетических ядер Z > 104 отношение $\frac{A}{Z}$ выбиралось равным 2,9.

Результаты расчетов для трех нижних уровней и для значений $\kappa = \pm 1, \pm 2, \pm 3$ приведены на рис. 1–6. Там же для сравнения приведены некоторые результаты численных расчетов [8] и аналитические значения из формулы тонкой структуры (1).



Рис. 1. Зависимости E(Z) для $1S_{1/2}$ -состояния



Рис. 2. Зависимости E(Z) для $2S_{1/2}$, $2P_{1/2}$ -состояний



Рис. 3. Зависимости E(Z) для $3S_{1/2}$, $3P_{1/2}$ -состояний



Рис. 4. Расчетные зависимости E(Z) для состояний с n = 1, 2, 3 и $\kappa = \pm 1$



Рис. 5. Зависимости E(Z) для $P_{3/2}$, $D_{3/2}$ -состояний и n = 2, 3, 4



Рис. 6. Зависимости E(Z) для $D_{5/2}$, $F_{5/2}$ -состояний и n = 3, 4, 5

Приведенные данные показывают, что формула (1) находится в хорошем согласии с расчетными величинами уровней энергии для всех известных ядер Периодической системы.

При $\kappa = -1(1S_{1/2})$ сколь либо заметное отклонение для нижнего уровня (>1 %) наступает при Z > 105 (см. рис. 1).

Расчетные зависимости E(Z) носят гладкий и монотонный характер.

Нижний уровень $1S_{1/2}$ достигает значения $\varepsilon = -1$ («падение» электрона на ядро) при $Z_c \simeq 185$.

Для данного Z_c в расчете использовались $A = 2,9 \cdot Z_c = 536,5$; радиус ядра $r_N = 1,3 \cdot 10^{-13} \times XA^{1/3}$ см = 1,06 $\cdot 10^{-12}$ см.

После достижения уровня $1S_{1/2}$ нижнего континуума $\varepsilon = -1$ при Z > 185 необходимо исполь-

зовать вместо одночастичной квантовой механики методы многочастичной квантовой теории поля [7].

В данной работе зависимости E(Z) для Z > 185 приведены на рис. 2–4 из методических соображений. Эти зависимости не имеют особенностей и качественно подобны зависимости E(Z) для нижнего энергетического уровня $1S_{1/2}$.

В соответствии с результатами, полученными в [7], на рис. 2–4 видно, что при Z > 137 происходит снятие вырождения энергетических уровней с одинаковыми *j*.

Чем больше значения n и к, тем при больших величинах Z начинают отличаться уровни энергии с одинаковыми j. Из рис. 5, 6 следует, что уровни $P_{3/2}$, $D_{3/2}$ и $D_{5/2}$, $F_{5/2}$ совпадают вплоть до $Z_c = 185$. Для этих уровней также видно хорошее согласие с формулой тонкой структуры. Эффективный учет конечных размеров ядер с использованием граничного условия для дираковских волновых функций (21), (24) приводит для $Z \le 105$ к практическому совпадению уровней энергии с формулой тонкой структуры (1) и с результатами работ [7, 8] с использованием эффективных потенциалов ядер (4), (6).

Для Z > 105 зависимости E(Z) по результатам данной работы носят менее резкий характер (см. рис. 1–6). Это приводит к несколько большему значению $Z_c = 185$ по сравнению со значениями Z_c в [7, 8]. Различие в зависимостях E(Z)уменьшается с увеличением квантовых чисел *n* и к.

При практическом использовании уровней энергии E(Z) необходимо использовать вычисленные многими авторами поправки к ним за счет поляризации вакуума, учета спина ядра и т. д.

5. Заключение

Проведенные расчеты определения уровней энергии водородоподобных атомов с эффективным учетом (21) конечных размеров ядер позволяют сделать следующие выводы:

1. Расчеты с Z = 1, A = 1 с точностью ~ 10^{-4} воспроизводят формулу тонкой структуры атома водорода (1).

2. Расчеты хорошо согласуются с формулой тонкой структуры для всех известных ядер Периодической системы. Для нижнего уровня сколь либо заметное отклонение наступает при Z > 105.

3. Расчетные зависимости E(Z) носят гладкий и монотонный характер.

4. Нижний уровень $1S_{1/2}$ достигает значения $\varepsilon = -1$ ($E = -mc^2$ – «падение» электрона на ядро) при $Z_c = 185$.

5. Для учета конечных размеров ядер хорошо работающее в одноэлектронном случае граничное

условие (21) можно легко применить в расчетах многоэлектронных атомов, использующих решения уравнения Дирака для радиальных волновых функций.

Авторы благодарят своих коллег – проф. П. П. Физиева, М. А. Вронского и А. А. Садового за плодотворные дискуссии, а также А. Л. Новоселову за большую техническую помощь в подготовке работы.

Список литературы

1. Sommerfeld A. // Ann. D. Phys. 1916. Vol 51. P. 1.

2. Dirac P. A. M. // Proc. Roy. Soc. A117. 1928. Vol. 610, N 118. P. 341.

3. Darwin C. G. // Proc. Roy. Soc. Lond., Ser. A118. 1928. Vol. 654.

4. Gordon W. Z. // Z. Phys. 1928. Vol. 48. P. 11.

5. Померанчук И. Я., Смородинский Я. А. // Jour. Phys, USSR. 1945. Vol. 9. P. 97.

6. Зельдович Я.Б. // Физика твердого тела. 1959. Т. 1, № 11. С. 1637–1641.

7. Зельдович Я. Б., Попов В. С. // УФН. 1971. Т. 105. Вып. 3.

8. Pieper W., Greiner W. // Zs. Phys. 1969. Vol. 218. P. 327.

9. Vronsky M. A., Gorbatenko M. V., Kolesnikov N. S., Neznamov V. P., Popov E. V., Safronov I. I. arxiv: 1301.7595 (gr-qc).

10. Brill D. R., Wheeler J. A. // Rev. of Modern Physics. 1957. Vol. 29. P. 465–479.

11. Dolan S. R. Trinity Hall and Astrophysics Group, Cavendish Laboratory. Dissertation, 2006.

12. Colijn C. and Vrscay E. R. // Foundations of Physics Letters. 2003. Vol. 16, N 4.

13. Hairer E., Wanner G. Solving ordinary differential equations II. Stiff and Differential – Algebraic Problems. Second revised Edition, Springer – Verlag 1991, 1996.

Статья поступила в редакцию 01.11.2013