

ФУНКЦИЯ ГРИНА РАДИАЦИОННОГО КАСКАДА

М.И. Сыркин

Изучается функция Грина двумерного радиационного каскада между ридберговскими уровнями в разреженной плазме. Развита теория возмущений по числу переходов в каскаде и построена аппроксимационная формула для функции Грина.

Населенность высоковозбужденных состояний в разреженной плазме (солнечная корона, планетарные туманности, плазма токамака) определяется, в основном, каскадом последовательных радиационных переходов. Теория одномерного каскада, т.е. переходов между уровнями со статвесовым распределением по орбитальному моменту изложена в [1,2]. Если же равновесие по l отсутствует, то реализуется двумерный каскад по n и l .

В случае накачки, плавно распределенной в области сравнительно больших n и l , двумерные каскады можно описывать как классическое течение в пространстве энергии и момента. Такой подход впервые предложен в [3] и затем развивался в [4] в применении к фоторекомбинации. При этом предполагалось, что каскад содержит большое число переходов и переходами с противоположным изменением n и l можно пренебречь (правило Бете [5]). В пределе сосредоточенной накачки в состояние с заданными n_p и l_p оба указанных условия не выполняются и требуется непосредственное решение квантового кинетического уравнения.

Ниже приводятся результаты такого решения и иллюстрируются основные особенности функции распределения. Предложена теория возмущений по числу переходов в каскаде и получена аппроксимационная формула для функции Грина.

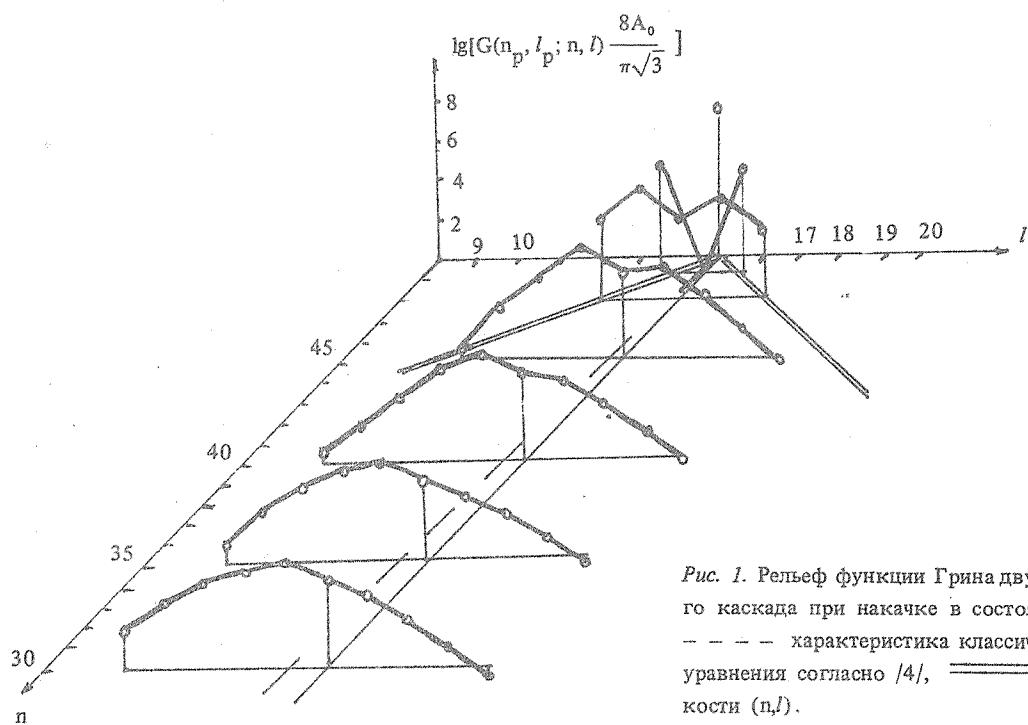


Рис. 1. Рельеф функции Грина двумерного радиационного каскада при накачке в состояние $n_p = 50$, $l_p = 15$:
— — — характеристика классического кинетического уравнения согласно [4], — фронты в плоскости (n, l) .

Теория возмущений по числу переходов в каскаде. Кинетическое уравнение для функции Грина двумерного радиационного каскада имеет вид:

$$A(n, l) G(n, l) = \sum_{n' > n} [A(n', l+1 \rightarrow n, l) G(n', l+1) + A(n', l-1 \rightarrow n, l) G(n', l-1)] + \delta_{n, n_p} \delta_{l, l_p}. \quad (1)$$

В качестве вероятностей дипольных радиационных переходов воспользуемся квазиклассическими выражениями /6/:

$$\begin{aligned} A(n, l) &= 8A_0/\pi\sqrt{3} n^3 (l+1/2)^2, \\ A(n', l \pm 1 \rightarrow n, l) &= 2A_0 [(l+1/2)^4/9\pi^2] (n'^{-2} - n^{-2}) (n'/n)^{-3} [K_{2/3}(\xi) \pm K_{1/3}(\xi)]^2, \\ A_0 &= 0.8 \cdot 10^{10} Z^4 \text{ c}^{-1}, \quad \xi = (l+1/2)^3 (n'^{-2} - n^{-2})/6. \end{aligned} \quad (2)$$

Формулы (2) находятся в удовлетворительном согласии с расчетом по точным водородным функциям /7/ даже для небольших $n < 10$.

На рис. 1 приведены, результаты численного решения кинетического уравнения (1) с вероятностями (2). Видно, что населенность ограничена фронтами $n = \pm(l - l_p) + n_p$ в плоскости (n, l) . Отметим, что вдоль фронтов уравнение (1) решается непосредственно в общем виде $G_f(n_p - |\Delta l|, l_p + \Delta l) =$

$$= A^{-1}(n_p, l_p) \sum_{i=0} q[n_p - i, l_p \mp 1 \rightarrow n_p - (i+1), l_p \mp (i+1)], \text{ где } q(n', l \pm 1 \rightarrow n, l) = A(n', l \pm 1 \rightarrow n, l)/$$

$A(n, l)$, $\Delta l = l - l_p$. Максимум населенности располагается вблизи характеристики классического кинетического уравнения, проходящей через точку накачки, что согласуется с результатами работы /4/. В соответствии с правилом Бете, крыло функции Грина $l > l_p$ существенно подавлено по сравнению с $l < l_p$. Из рис. 1 также следует, что населенность быстро падает с увеличением отклонения от точки накачки $|\Delta l|$. Поэтому естественно ожидать, что основной вклад в населенность вносят каскады с минимальным числом переходов, совместимых с правилами отбора. Отсюда вытекает следующее приближенное решение для населенности (ограничиваемся $|\Delta l| \leq 2$):

$$\begin{aligned} \widetilde{G}(n_p, l_p) &= 1/A(n_p, l_p), \\ |\Delta l| = 1: \quad \widetilde{G}(n_p, l_p; n, l_p \mp 1) &= A^{-1}(n_p, l_p) q(n_p, l_p \rightarrow n, l_p \mp 1), \\ |\Delta l| = 2: \quad \widetilde{G}(n_p, l_p; n, l_p \mp 2) &= A^{-1}(n_p, l_p) \sum_{n' = n_p - 1}^{n+1} q(n_p, l_p \rightarrow n', l_p \mp 1) q(n', l_p \mp 1 \rightarrow n, l_p \mp 2), \\ \Delta l = 0: \quad \widetilde{G}(n_p, l_p; n, l_p) &= A^{-1}(n_p, l_p) \sum_{n' = n_p - 1}^{n+1} [q(n_p, l_p \rightarrow n', l_p - 1) q(n', l_p - 1 \rightarrow n, l_p) + \\ &+ q(n_p, l_p \rightarrow n', l_p + 1) q(n', l_p + 1 \rightarrow n, l_p)] \end{aligned} \quad (3)$$

и т.д. Сравнение (3) с точным расчетом показывает, что вплоть до $n < n_p/2$ ошибка для $\Delta l = 0, -1, -2$ не превышает 20%, а при $\Delta l = 1, 2$ она $\lesssim 30\%$. Таким образом, теория возмущений по числу переходов в каскаде (3) показывает, что населенность при $l < l_p$ формируется, в основном, только за счет каскадных переходов в соответствии с правилом Бете, а при $l > l_p$ — против этого правила.

Аппроксимационная формула для функции Грина. С помощью разложения (3) и вероятностей (2) можно получить следующую аппроксимационную формулу для функции Грина:

$$G_a(n_p, l_p, n, l_p + \Delta l) = G_f(n_p - |\Delta l|, l_p + \Delta l) [\varphi_{\Delta l}(s)/\varphi_{\Delta l}(s_{\Delta l})] \exp[-\chi_{\Delta l}(s)], \quad (4)$$

$$s = \frac{(l+1/2)^3}{6} [n^{-2} - n_p^{-2} - 2C_{\Delta l} |\Delta l| n_p^{-3}], \quad s_{\Delta l} = (l+1/2)^3 n_p^{-3} / 3 |\Delta l| (a_{\Delta l} - 1),$$

$$\varphi_{\Delta l}(s) = \begin{cases} s^{1/3}/(1+s^{2/3}), & \Delta l = 0, \\ s^{-1/3}(1+1.57s^{1/3})^{\mp 2}, & \Delta l = \pm 1, \\ s^{1/3}(1+4.6s^{1/3})^{\mp 1}, & \Delta l = \pm 2, \\ s^{2k/3-1} (1+2.32 \frac{\Gamma(2k/3)}{\Gamma(2k/3+1/3)})^{\mp 1}, & \Delta l = \pm k, \quad k \geq 3; \end{cases}$$

$$\chi_{\Delta l}(s) = \begin{cases} 2s, & |\Delta l| \leq 1, \\ 2s + s^{1/2}, & \Delta l \geq 2, \\ s, & \Delta l \leq -2, \end{cases}$$

где $C_{\Delta l} = 1 - 1/[(|\Delta l|(a_{\Delta l} - 1))]$, кроме $C_0 = C_2 = 0.8$, $C_{\pm 1} = 0$, и $a_{\Delta l} = |\Delta l|/1/(0.67|\Delta l|-1)$. Формула (4) обеспечивает для $\Delta l = -1$ погрешность $\lesssim 10\%$, для $\Delta l = 0, 1, \pm 2$ ошибка больше, но в среднем $\lesssim 30\%$. Область применимости аппроксимационной формулы (4) $l_p \lesssim n_p^{2/3}$, за исключением $l_p = 0$.

Автор признателен И.Л. Бейгману за обсуждение результатов работы.

ЛИТЕРАТУРА

1. Вайнштейн Л.А., Собельман И.И., Юков Е.А. Возбуждение атомов и уширение спектральных линий. М., Наука, 1979.
2. Бейгман И.Л. Труды ФИАН, 179, 160 (1987).
3. Беляев С.Т., Будкер Г.И. В кн. Физика плазмы и проблема УТР, под. ред. М.А. Леоновича, М., изд. АН СССР, 3, 4 (1958).
4. Кукушкин А.Б., Лисица В.С. ЖЭТФ, 88, 1570 (1985).
5. Бете Г., Солитер Е. Квантовая механика атомов с одним и двумя электронами. М., Физматгиз, 1960.
6. Гореславский С.П., Делоне Н.Б., Крайнов В.П. ЖЭТФ, 82, 1789 (1982).
7. Karzas W.J., Latter P. Astrophys. J. Suppl., 6, 167 (1961).

Поступила в редакцию 13 июля 1987 г.