Вычисление фойгтовских ядерных функций

1. Определения ядерных функций. При теоретическом рассмотрении переноса излучения в спектральной линии в рамках определенных допущений (двухуровенный атом с континуумом, полное перераспределение по частоте, плоскопараллельная среда или однородный шар и др.) возникает необходимость решения уравнения (см., например, [1])

$$S(\tau) = S_0(\tau) + \frac{\lambda}{2} \int_0^{\tau_0} K(|\tau - \tau'|, \beta) S(\tau) d\tau.$$
(1)

Это уравнение называется основным интегральным уравнением теории переноса излучения в спектральной линии при полном перераспределении по частоте (ППЧ). Его ядро зависит от модуля разности аргументов, то есть фактически является функцией одной переменной (величина β закреплена). Эта функция называется ядерной и выражается через профиль коэффициента поглощения $\alpha(x)$, $\alpha(0) = 1$, и отношение коэффициентов поглощения в континууме и центре линии β ([1], равенство (2.4.17)):

$$K(\tau,\beta) = A \int_{-\infty}^{\infty} \alpha^2(x) dx \int_{0}^{1} e^{-[\alpha(x)+\beta]\tau/\mu} \frac{d\mu}{\mu}.$$
 (2)

Через x обозначена безразмерная частота, а через τ — оптическое расстояние, то есть длина, измеряемая в единицах среднего свободного пробега фотона в центре линии. Величина A — постоянная нормировки профиля:

$$A\int_{-\infty}^{\infty} \alpha(x) \mathrm{d}x = 1.$$

Одновременно с ядерной функцией в теории возникают и некоторые другие, связанные с ней. В частности, приходится рассматривать три следующие функции ((7.1) - (7.4) из [1]):

$$K_0(\tau, \beta) = A \int_{-\infty}^{\infty} \alpha(x) dx \int_{0}^{1} e^{-[\alpha(x) + \beta]\tau/\mu} \frac{d\mu}{\mu},$$
(3)

$$L(\tau,\beta) = A \int_{-\infty}^{\infty} \frac{\alpha^2(x) dx}{\alpha(x) + \beta} \int_{0}^{1} e^{-[\alpha(x) + \beta]\tau/\mu} d\mu, \tag{4}$$

$$L_0(\tau,\beta) = A \int_{-\infty}^{\infty} \frac{\alpha(x) dx}{\alpha(x) + \beta} \int_{0}^{1} e^{-[\alpha(x) + \beta]\tau/\mu} \frac{d\mu}{\mu}.$$
 (5)

Общее определение таких функций $(n \ge 1, l \ge 0)$ можно записать по-разному

$$K_{nl}(\tau,\beta) = A \int_{-\infty}^{\infty} \alpha^{l+1}(x) E_n(\tau[\alpha(x) + \beta]) \frac{\mathrm{d}x}{[\alpha(x) + \beta]^{n-1}} =$$
 (6)

$$=A\int\limits_{-\infty}^{\infty}\frac{\alpha^{l+1}(x)\mathrm{d}x}{[\alpha(x)+\beta]^{n-1}}\int\limits_{0}^{1}e^{-[\alpha(x)+\beta]\tau/\mu}\mu^{n-2}\mathrm{d}\mu=A\int\limits_{-\infty}^{\infty}\frac{\alpha^{l+1}(x)\mathrm{d}x}{[\alpha(x)+\beta]^{n-1}}\int\limits_{1}^{\infty}e^{-[\alpha(x)+\beta]\tau y}\frac{\mathrm{d}y}{y^{n}}$$

в зависимости от альтернативного представления интегральных экспонент:

$$E_n(\tau) = \int_0^1 e^{-\tau/\mu} \mu^{n-2} d\mu = \int_1^\infty e^{-\tau y} \frac{dy}{y^n}.$$
 (7)

Ядерные функции можно выразить и через неполную гамма-функцию:

$$K_{nl}(\tau,\beta) = A\tau^{n-1} \int_{-\infty}^{\infty} \alpha^{l+1}(x) dx \Gamma(1-n,\tau[\alpha(x)+\beta]), \quad \Gamma(n,x) = \int_{x}^{\infty} e^{-t} t^{n-1} dt.$$
 (8)

Увеличение первого индекса на 1 происходит при взятии интеграла по τ , а уменьшение при нахождении производной:

$$K'_{nl}(\tau,\beta) = -K_{n-1\,l}(\tau,\beta), \quad K_{nl}(\tau,\beta) = \int_{\tau}^{\infty} K_{n-1\,l}(\tau',\beta) d\tau'. \tag{9}$$

Второй индекс определяет независимые последовательности функций.

Все эти функции можно привести к виду суперпозиции (наложения, суммы) экспонент, то есть представить в форме

$$K_{nl}(\tau,\beta) = \int_{0}^{\infty} A_l(y)e^{-\tau(y+\beta)} \frac{y dy}{(y+\beta)^n}.$$
 (10)

Весовые функции суперпозиций не зависят от β :

$$A_{l}(y) = \begin{cases} 2\frac{A}{y} \int_{x(y)}^{\infty} \alpha^{l+1}(x) dx & \text{при} \quad 0 \leq y \leq 1, \\ 2\frac{A}{y} \int_{0}^{\infty} \alpha^{l+1}(x) dx & \text{при} \quad y \geq 1. \end{cases}$$
 (11)

Здесь в нижнем пределе интеграла в первой строчке стоит функция, обратная по отношению к профилю поглощения, так что $\alpha(x(y)) = y, \ x(\alpha(x)) = x.$

Четыре функции (2) – (5) равны соответственно: $K(\tau,\beta) = K_{11}(\tau,\beta), K_0(\tau,\beta) = K_{10}(\tau,\beta), L(\tau,\beta) = K_{21}(\tau,\beta), L_0(\tau,\beta) = K_{20}(\tau,\beta).$

Наряду с ядерными функциями в теории часто встречаются некоторые интегральные величины, так или иначе характеризующие излучение в линии. В частности, такими величинами являются моменты профиля поглощения.

2. Моменты профиля. Представляют интерес два типа таких моментов. Во-первых, это просто интегралы от степеней профиля ($l \ge 0$ не обязательно целое):

$$a_l = A \int_{-\infty}^{\infty} \alpha^{l+1}(x) dx, \quad a_0 = 1, \tag{12}$$

а также от произведения степеней профиля на логарифм

$$\tilde{a}_l = A \int_{-\infty}^{\infty} \alpha^{l+1}(x) \ln \alpha(x) dx = \frac{da_l}{dl}.$$
(13)

Во-вторых, моменты могут содержать степени знаменателя, входящего в определение ядерных функций $(n \ge 1)$, или его логарифм:

$$a_{n\,l}(\beta) = A \int_{-\infty}^{\infty} \alpha^{l+1}(x) \frac{\mathrm{d}x}{[\alpha(x) + \beta]^n},\tag{14}$$

$$\tilde{a}_l(\beta) = A \int_{-\infty}^{\infty} \alpha^{l+1}(x) \ln(\alpha(x) + \beta) dx.$$
(15)

Очевидно, что $a_{n\,l}(0)=a_{l-n},\ a_{0\,l}(\beta)=a_{0\,l}(0)=a_{l},\ \tilde{a}_{l}(0)=\tilde{a}_{l}.$ При больших β асимптотическое поведение моментов отражается формулами $a_{n\,l}(\beta)\sim a_{l}/\beta^{n},\ \tilde{a}_{l}(\beta)\sim a_{l}\ln\beta$. Справедливы также соотношения $a'_{n\,l}(\beta)=-na_{n+1\,l}(\beta),\ \tilde{a}'_{l}(\beta)=a_{1l}(\beta)$.

Специальные обозначения применяются для величин $a_{10}(\beta) = \delta(\beta)$ и $\Delta(\beta) = \beta\delta(\beta)$ (это не функция Дирака и не оператор Лапласа, которые здесь не встретятся). Через $\delta(\beta)$ выражаются другие моменты. Действительно, для каждого l моменты с целым n могут быть представлены как производные или интегралы от момента с первым индексом 1:

$$a_{n\,l}(\beta) = \frac{(-1)^{n-1}}{(n-1)!} a_{1\,l}^{(n-1)}(\beta), \ \tilde{a}_l(\beta) = \tilde{a}_l(0) + \int_0^\beta a_{1\,l}(\beta') d\beta'.$$
 (16)

В свою очередь моменты с целым индексом l и n=1 выражаются через моменты профиля, функцию $\delta(\beta)$ и степени β :

$$a_{1l}(\beta) = \sum_{m=0}^{l-1} (-1)^m a_{l-m-1} \beta^m + (-1)^l \beta^l \delta(\beta).$$
 (17)

3. Вспомогательные функции. В явные выражения для ядерных функций (2)–(5) и (6) входят интегрально-показательные функции. Их расчет при не очень больших значениях аргумента можно производить при помощи рядов. В общем случае индекса $(n \neq 1, 2, 3, ...)$:

$$E_n(\tau) = \tau^{n-1} \Gamma(1-n) - \sum_{m=0}^{\infty} \frac{(-1)^m \tau^m}{m!(m+1-n)}.$$
 (18)

При натуральных n надо произвести предельный переход, что дает

$$E_n(\tau) = \sum_{m=0}^{\infty} \frac{(-1)^{m-1} \tau^m}{m!} \left[\frac{1 - \delta_{m,n-1}}{m+1-n} - \left(\ln \frac{1}{\tau} - C_E + \sum_{k=1}^{n-1} \frac{1}{k} \right) \delta_{m,n-1} \right].$$
 (19)

Здесь $C_{\rm E}=0.5772156649015325$ — постоянная Эйлера, а пустая сумма, то есть сумма при верхнем пределе суммирования, меньшем нижнего (эта сумма возникает при n=1), считается равной нулю. Через $\delta_{n,m}$ (с запятой между индексами) обозначен обычный символ Кронеккера. Два слагаемых в квадратных скобках альтернативны: первое принимается во внимание при всех $m\neq n-1$, а второе, напротив, — только при m=n-1.

Очевидно, что интегрально-показательная функция целого порядка n=1,2,... имеет при $\tau=0$ разрыв в производной порядка на единицу меньшего. В частности, функция $E_1(\tau)$ сама при $\tau\to 0$ стремится к бесконечности, как $-\ln \tau$. Ряды (18) и (19) сходятся при всех значениях аргумента, так как радиус сходимости их из-за наличия в знаменателе факториала равен бесконечности. Отметим еще значения функций в нуле: $E_n(0)=1/(n-1),\ n>1.$

При больших аргументах удобно использовать разложение этих функций в непрерывные дроби.

Непрерывные, или цепные, дроби вычисляются итеративно, при помощи рекуррентных соотношений. Если цепная дробь имеет вид

$$R = a_0 + \frac{b_1}{a_1 + \frac{b_2}{a_2 + \frac{b_3}{a_3 + \frac{b_4}{a_4 + \frac{b_4}{a_4}}a_4}}a_4}}}}}}}}}}}}}}$$

то надо положить $P_{-1}=1,\ Q_{-1}=0,\ P_0=a_0,\ Q_0=1$ и вычислить две последовательности

$$P_n = a_n P_{n-1} + b_n P_{n-2}, \ Q_n = a_n Q_{n-1} + b_n Q_{n-2}. \tag{21}$$

Тогда

$$R = \lim_{n \to \infty} \frac{P_n}{Q_n}.$$
 (22)

Для функции $E_n(\tau)$ надо принять $a_0=0, a_1=\tau, a_{2m}=1, a_{2m+1}=\tau, b_1=1, b_{2m}=n+m-1, b_{2m+1}=m, m=1,2,3,\dots$

Наконец, при очень больших аргументах возможно использование асимптотического разложения

$$E_n(\tau) \sim \frac{e^{-\tau}}{\tau} \frac{1}{\Gamma(n)} \sum_{m=0}^{\infty} (-1)^m \frac{\Gamma(n+m)}{\tau^m}.$$
 (23)

Нам понадобится еще одна специальная функция, а именно функция ошибок. Мы здесь введем связанную с ней функцию, которую можно выразить через интегральную экспоненту:

$$\Phi(x) = e^{x^2} \int_{x}^{\infty} e^{-z^2} dz = \frac{x}{2} e^{x^2} \int_{1}^{\infty} e^{-x^2 y} \frac{dy}{y^{1/2}} = \frac{x}{2} e^{x^2} E_{1/2}(x^2).$$
 (24)

Тем самым эта функция вычисляется так же, как и $E_n(\tau)$. Для нее нет проблемы целого индекса при разложении в ряд, а в цепной дроби $a_{2n}=1-\delta_{n,0},\ b_{2n}=(2n-1)/2,\ a_{2n+1}=x^2,\ b_{2n+1}=n+\delta_{n,0}$. Асимптотическое разложение этой функции при $x\gg 1$ легко получается из (24) и (23):

$$\Phi(x) \sim \sum_{m=0}^{\infty} (-1)^m \frac{(2m-1)!!}{2^{m+1} x^{2m+1}}.$$
 (25)

4. Связь моментов с ядерными функциями. Введенные в пункте 2 моменты связаны с ядерными функциями. Так, моменты самих ядерных функций, то есть интегралы по всей оптической глубине с весовыми множителями τ^m , и значения функций в нуле

$$\int_{0}^{\infty} \tau^{m} K_{n l}(\tau, \beta) d\tau = K_{n+m+1 l}(0, \beta) = \frac{a_{n+m l}(\beta)}{n+m}, \quad n+m > 0.$$
(26)

Моментам пропорциональна и часть весовых функций, определяемая во второй строчке равенства (11): $A_l(y) = a_l/y$ при $y \ge 1$. Эти моменты также появляются явно в выражениях для ядерных функций, если выделить упомянутую часть весовой функции:

$$K_{n l}(\tau, \beta) = e^{-\tau \beta} \int_{0}^{1} e^{-\tau y} \frac{y dy}{(y+\beta)^n} A_l(y) + \frac{a_l}{(1+\beta)^{n-1}} E_n((1+\beta)\tau).$$
 (27)

Сами моменты выражаются через функции $A_l(y)$, что следует из формул (26) и (10):

$$a_{n\,l}(\beta) = nK_{n+1\,l}(0,\beta) = n\int_{0}^{\infty} A_{l}(y) \frac{y dy}{(y+\beta)^{n}}.$$
 (28)

Наконец, моменты возникают при разложении ядерных функций в ряды по степеням τ , которые порождаются разложениями в ряды интегральных экспонент (18) и (19). В случае целых n, которые нам только и понадобятся, получается

$$K_{n l}(\tau, \beta) = \sum_{m=0}^{n-2} \frac{(-1)^m}{n-1-m} \frac{\tau^m}{m!} a_{n-1-m l}(\beta) + (-1)^{n-1} \left[\left(\ln \frac{1}{\tau} - C + \sum_{k=1}^{n-1} \frac{1}{k} \right) a_l - \tilde{a}_l(\beta) \right] \frac{\tau^{n-1}}{(n-1)!} + \sum_{m=n}^{\infty} \frac{(-1)^{m-1}}{m+1-n} \frac{\tau^m}{m!} a_{-(m+1-n) l}(\beta).$$
(29)

Зависящие от β моменты с отрицательными первыми индексами, стоящие в последней сумме, всегда выражаются через суммы произведений моментов профиля поглощения и степеней β .

Приведем разложения в ряды четырех основных ядерных функций:

$$K(\tau, \beta) = -a_1(\ln \tau + C) - \tilde{a}_1(\beta) + \sum_{j=0}^{\infty} c_j^{S}(\beta) \tau^{j+1},$$
(30)

$$K_0(\tau, \beta) = -(\ln \tau + C) - \tilde{a}_0(\beta) + \sum_{j=0}^{\infty} c_j^{\mathrm{E}}(\beta) \tau^{j+1},$$
(31)

$$L(\tau,\beta) = 1 - \beta \delta(\beta) + [a_1(\ln \tau + C - 1) + \tilde{a}_1(\beta)]\tau - \sum_{j=0}^{\infty} c_j^{S}(\beta) \frac{\tau^{j+2}}{j+2},$$
(32)

$$L_0(\tau, \beta) = \delta(\beta) + [\ln \tau + C - 1 + \tilde{a}_0(\beta)]\tau - \sum_{j=0}^{\infty} c_j^{E}(\beta) \frac{\tau^{j+2}}{j+2}.$$
 (33)

Коэффициенты c_j^{S} и c_j^{E} , как говорилось выше, выражаются через моменты поглощения и степени β :

$$c_j^{\mathcal{E}}(\beta) = \frac{(-1)^j}{j+1} \sum_{m=0}^{j+1} a_{j+1-m} \frac{\beta^m}{m!(j+1-m)!}, \ c_j^{\mathcal{S}}(\beta) = \frac{(-1)^j}{j+1} \sum_{m=0}^{j+1} a_{j+2-m} \frac{\beta^m}{m!(j+1-m)!}.$$
(34)

Как и у интегральных экспонент, производная ядерной функции $K_{n\,l}(\tau,\beta)$ порядка n-1 бесконечна при $\tau=0$. В частности, бесконечны значения $K(0,\beta)$ и $K_0(0,\beta)$. Поэтому вместо указанных значений мы вычисляем пределы комбинаций $K(\tau,\beta)+a_1\ln\tau$ и $K_0(\tau,\beta)+\ln\tau$ при $\tau\to0$, которые конечны.

Момент $\delta(\beta)$, а вместе с ним и функция $L_0(\tau,\beta)$ стремятся к бесконечности при $\beta \to 0$. Поэтому при $\beta = 0$ целесообразно вычислять предел

$$\tilde{L}_0(\tau,0) = \lim_{\beta \to 0} [L_0(\tau,\beta) - \delta(\beta)]. \tag{35}$$

В связи с этим и при $\beta>0$ мы для единообразия будем, как правило, находить конечную разность $\tilde{L}_0(\tau,\beta)=L_0(\tau,\beta)-\delta(\beta)$, а величину $\delta(\beta)$ получать отдельно. Новая функция обращается в нуль в нуле, $\tilde{L}_0(0,\beta)=0$,

и убывает до $-\delta(\beta)$ (и, следовательно, до $-\infty$, когда $\beta=0$) при $\tau\to\infty$. Поэтому при больших τ и малых β целесообразно находить отдельно большое слагаемое этой функции и его дополнение.

Далее мы рассмотрим случай фойгтовского профиля и дадим способ вычисления ядерных функций, позволяющий достичь практически произвольной желаемой точности.

5. Фойгтовский профиль. Для этого профиля

$$\alpha(x) = \frac{U(a, x)}{U(a, 0)}, \ A = U(a, 0),$$
 (36)

где функция Фойгта

$$U(a,x) = \frac{a}{\pi^{3/2}} \int_{-\infty}^{\infty} \frac{e^{-y^2} dy}{(x-y)^2 + a^2}.$$
 (37)

Постоянную нормировки можно выразить через функцию ошибок:

$$U(a,0) = \frac{2}{\pi} e^{a^2} \int_a^\infty e^{-u^2} du = \frac{2}{\pi} \Phi(a).$$
 (38)

Для функции Фойгта справедливо асимптотическое разложение

$$U(a,x) = \frac{a}{\pi x^2} \sum_{n=0}^{\infty} \frac{(2n+1)!}{x^{2n}} \sum_{k=0}^{n} \frac{(-1)^k a^{2n}}{(2k+1)!(n-k)!2^{2(n-k)}},$$
(39)

если параметр a не очень близок к нулю. Впредь ограничимся значениями $a \geq 0.001$.

Только два момента профиля вычисляются аналитически. Очевидно, что нулевой равен 1. Аналитически можно вычислить также первый момент. Он выражается через функцию ошибок:

$$a_1 = A \int_{-\infty}^{\infty} \alpha^2(x) dx = \frac{1}{U(a,0)} \int_{-\infty}^{\infty} U^2(a,x) dx = \frac{\sqrt{2}}{\pi U(a,0)} \Phi(a\sqrt{2}).$$
 (40)

Остальные моменты приходится вычислять численно.

В качестве квадратурной формулы для вычисления моментов можно применять формулу Симпсона. При этом можно использовать таблицу значений функции Фойгта в точках частоты $x=0(h_1)5(h_2)10$, затем сделать замену $x=10e^t$, $t=0(h_3)t_0$, после чего достаточно в асимптотике (39) оставлять одно-два слагаемых (в зависимости от требуемой точности). В случае оставления одного слагаемого различные интегралы с нижним пределом $10e^{t_0}$ и верхним ∞ берутся аналитически. Шаги h_1 , h_2 , h_3 , а также граничное значение t_0 выбираются также в зависимости от желаемой точности расчетов.

Приведем расчетную формулу для величины $\delta(\beta)$:

$$\delta(\beta) = 2U(a,0) \left[\int_{0}^{10} \frac{U(a,x)dx}{U(a,x) + \beta U(a,0)} + 10 \int_{0}^{t_0} \frac{U(a,10e^t)e^tdt}{U(a,10e^t) + \beta U(a,0)} + \sqrt{\frac{a}{\beta U(a,0)}} \operatorname{arctg} \frac{\sqrt{a}}{\sqrt{\beta U(a,0)}10e^{t_0}} \right].$$
(41)

Формула для момента с логарифмом аналогична (41).

Момент $\delta(\beta)$ всегда положителен и монотонно возрастает с уменьшением β . Моменты с тильдами меняют знаки с минуса при малых β на плюс, обращаясь в ноль при некотором β каждый: $\tilde{a}_l(\beta_l)=0$. В таблице приводятся значения величин β_n для ряда значений параметра a.

Нам понадобится еще момент, который назовем частичным, или неполным:

$$\delta(\beta, x) = 2U(a, 0) \int_{0}^{x} \frac{U(a, x) dx'}{U(a, x) + \beta U(a, 0)} = \delta(\beta) - \Delta(\beta, x), \tag{42}$$

где

$$\Delta(\beta, x) = 2U(a, 0) \int_{x}^{\infty} \frac{U(a, x) dx'}{U(a, x) + \beta U(a, 0)}.$$
(43)

Вычисления интегралов ведем по тем же точкам, что и выше. Можно использовать также численное неопределенное интегрирование.

6. Фойгтовские ядерные функции. В случае фойгтовского профиля функция, обратная профилю поглощения, x(y), может быть найдена только таблично. Однако в таком обращении функции нет необходимости, все интегралы вычисляем интегрированием по частоте. Две весовых функции находим численным неопределенным интегрированием. Таким образом, общие представления ядерных функций в виде суперпозиции экспонент (10) для фойгтовского профиля переходят в

Литература

1. В.В.Иванов. Перенос излучения и спектры небесных тел. Наука, М., 1969.