

$$(12) \quad \left(\frac{1}{Sc_j} - 1 \right) \tau \frac{\partial \tau}{\partial v_x} \frac{\partial c_j}{\partial v_x} + \tau^2 \frac{\partial}{\partial v_x} \left(\frac{1}{Sc_j} \frac{\partial c_j}{\partial v_x} \right) - \\ - \eta \rho v_x \frac{\partial c_j}{\partial s} + \eta \frac{\partial c_j}{\partial v_x} \frac{\partial p}{\partial s} + \eta K_j m_j \frac{dx}{ds} = 0, \quad j=1, 2, \dots, (\sigma-1)$$

$$(13) \quad v_x \frac{\partial}{\partial s} \left(\frac{\eta \rho}{\tau} \right) + \frac{\partial^2 \tau}{\partial v_x^2} - \frac{\partial p}{\partial s} \frac{\partial}{\partial v_x} \left(\frac{\eta}{\tau} \right) = 0$$

Полученные системы дифференциальных уравнений в форме (6) – (8) и (11) – (13) описывают единым образом плоские и осесимметричные течения многокомпонентного газа с химическими реакциями. Для не реагирующего газа ($K_j=0$) системы даже в общем случае не содержат переменную r/L . На основе указанных преобразований можно выполненные в переменных Мизеса или Крокко решения, относящиеся к плоскому потоку, использовать для получения простых решений в осесимметричном случае. Указанные преобразования предоставляют новые возможности в теории пограничного слоя и их применение может оказаться удобным при рассмотрении некоторых частных классов течений.

Поступила 20 VIII 1975

ЛИТЕРАТУРА

1. Lees L. Laminar heat transfer over blunt-nosed bodies at hypersonic flight speeds. *Jet Propulsion*, 1956, No. 4.
2. Дородницын А. А. Пограничный слой в сжимаемом газе. ПММ, 1942, т. 6, вып. 6.
3. Blasius H. Grenzschichten in Flüssigkeiten mit kleiner Reibung. *Z. Math. und Phys.*, 1958, Bd 56.
4. Степанов Е. И. Об интегрировании уравнений ламинарного пограничного слоя для движений с осевой симметрией. ПММ, 1947, т. 9, вып. 1.
5. Mangler W. Zusammenhang zwischen ebenen und rotationsymmetrischen Grenzschichten in kompressiblen Flüssigkeiten. *ZAMM*, 1948, Bd 28.
6. Mises R. Bemerkungen zur Hydrodynamik, 1927, vol. 7.
7. Crocco L. Sullo strato limite laminare nei gas lungo una lamina plana. *Rend. Math. Univ. Roma*, 1941, vol. 5; *Atti di Gidonia*, 1939, vol. 17, No. 7.
8. Хейз У. Д., Пробстин Р. Ф. Теория гиперзвуковых течений. Изд-во иностр. лит., 1962.
9. Тирский Г. А. Определение эффективных коэффициентов диффузии в ламинарном многокомпонентном пограничном слое. Докл. АН СССР, 1964, т. 115, № 6.
10. Мураинов И. Н., Шинкин Г. П. Ламинарное смешение однородных потоков при наличии градиента давления. Изв. АН СССР, МЖГ, 1972, № 2.
11. Анкудинов А. Л. О численном интегрировании уравнений пограничного слоя в переменных Мизеса. Уч. зап. ЦАГИ, 1974, т. 5, № 5.

УДК 533.6.011:535.21

РАСПРОСТРАНЕНИЕ МАЛЫХ ВОЗМУЩЕНИЙ В КОЛЕБАТЕЛЬНО-НЕРАВНОВЕСНОМ, РЕЛАКСИРУЮЩЕМ, ИЗЛУЧАЮЩЕМ ДВУХАТОМНОМ ГАЗЕ

Л. В. КАТКОВСКИЙ

(Минск)

В задачах радиационной газодинамики, когда главным образом интересуются излучением движущегося газа, обычно пренебрегают влиянием излучения на параметры газового потока; в противном случае задача сильно усложняется. В [1] было изучено развитие начальных возмущений в рассеивающем, излучающем, поглощающем, вязком, теплопроводном газе при наличии локального термодинамического равновесия. Однако при пониженных давлениях ($p \sim 10^{-4} - 10^{-3}$ ат) и достаточно высоких температурах активных степеней свободы молекул ($T \sim (1 \div 3) \cdot 10^3$ К) распределение молекул по колебательным уровням может сильно отличаться от равновесного ввиду близости по порядку величины времени колебательной релаксации при

столкновениях τ_c и времени радиационной дезактивации возбужденных молекул τ^* [2, 3]. В настоящей работе рассматриваются нормальные волны в колебательно-неравновесной среде с учетом рассеяния излучения в колебательно-вращательной полосе. Выписано дисперсионное соотношение и рассмотрены некоторые предельные случаи.

1. Будем характеризовать колебательные степени свободы молекул плотностью колебательной энергии на единицу массы ε . В случае учета неравновесного излучения и релаксации к системе уравнений газодинамики, учитывающей излучение путем включения в правую часть уравнения для полной энергии газа дивергенции интегрального потока излучения (со знаком «минус»), необходимо добавить уравнение переноса излучения с неравновесной функцией источника и уравнение кинетики, определяющее ε (см. соответственно, уравнения (1), (2) в [2]). Последние два уравнения для двухатомных молекул в суперпозиционном приближении гармонического осциллятора и «жесткого» ротатора и «узкой полосы» эквивалентны одному интегро-дифференциальному уравнению для ε^1 (для безграничной среды):

$$(1.1) \quad \left(\frac{\partial}{\partial t} + \mathbf{v}(\mathbf{r}, t) \nabla + \frac{1}{\tau(\mathbf{r}, t)} \right) \varepsilon(\mathbf{r}, t) = \int G(\mathbf{r}, \mathbf{r}', t) \varepsilon(\mathbf{r}', t) d\mathbf{r}' + \frac{\varepsilon_0(\mathbf{r}, t)}{\tau_c(\mathbf{r}, t)}$$

$$(1.2) \quad G(\mathbf{r}, \mathbf{r}', t) = \frac{2m}{c^2 \nu_0 \rho(\mathbf{r}, t)} \int_0^\infty v^3 k_\nu(\mathbf{r}) k_\nu(\mathbf{r}') \frac{\exp[-\tau_\nu(\mathbf{r}, \mathbf{r}')] }{|\mathbf{r} - \mathbf{r}'|^2} d\nu$$

$$(1.3) \quad \frac{1}{\tau} = \frac{1}{\tau_c} + \frac{1}{\tau^*}, \quad \tau_\nu(\mathbf{r}, \mathbf{r}') = \left| \int_{\mathbf{r}}^{\mathbf{r}'} k_\nu(s) ds \right|$$

$\varepsilon_0(\mathbf{r}, t)$ — равновесное значение $\varepsilon(\mathbf{r}, t)$.

Здесь k_ν — спектральный коэффициент поглощения, $\tau_\nu(\mathbf{r}, \mathbf{r}')$ — оптическая толщина, m — масса молекулы, c — скорость света, ρ — плотность, ν_0 — частота в центре полосы излучения двухатомной молекулы. Интегрирование в (1.3) идет вдоль луча $\mathbf{r} - \mathbf{r}'$, а в (1.1) производится по всему бесконечному пространству.

Линеаризованная и обезразмеренная относительно состояния покоя и равновесия однородного газа система уравнений газодинамики с учетом вязкости и теплопроводности имеет вид

$$(1.4) \quad \frac{\partial \rho}{\partial t} + \nabla \mathbf{v} = 0$$

$$(1.5) \quad \frac{\partial \mathbf{v}}{\partial t} = -\gamma^{-1} (\nabla \rho + \nabla T) + N_R^{-1} (\nabla^2 \mathbf{v} - \nabla \operatorname{div} \mathbf{v}) + X \nabla \operatorname{div} \mathbf{v}$$

$$(1.6) \quad \left(\frac{\partial}{\partial t} - \gamma \operatorname{Re}^{-1} \Delta + \frac{c_{v0}}{c_{p0}} R_c \right) T + \frac{c_0^2}{c_{p0} T_0} \nabla \mathbf{v} = \frac{\varepsilon_0 R_c}{c_{v0} T_0} \varepsilon$$

$$\left(t = \frac{t'}{\tau_0}, \quad \mathbf{r} = \frac{\mathbf{r}'}{L}, \quad \rho = \frac{\rho' - \rho_0}{\rho_0}, \quad T = \frac{T' - T_0}{T_0}, \quad \mathbf{v} = \frac{\mathbf{v}'}{c_0}, \quad \varepsilon = \frac{\varepsilon' - \varepsilon_0}{\varepsilon_0} \right)$$

Здесь характерные параметры с индексом «0» внизу относятся к невозмущенной среде, $c_0^2 = \gamma (\partial p / \partial \rho)_0 = \gamma (\rho_0 / \rho_0)$ — «замороженная» скорость звука ($\gamma = 7/5$), c_{v0} — теплоемкость колебательных степеней свободы на единицу массы, c_{p0} — теплоемкость активных степеней свободы на единицу массы, характерное время — τ_0 , $R_c = \tau_0 / \tau_{c0}$, $N_R = \rho_0 L c_0 / \mu_0$ — характерное число Рейнольдса, $L = c_0 \tau_0$, $\operatorname{Re} = c_0 L c_{p0} \rho_0 / \kappa$ — число Пекле, $X = (\mu_1 + 2\mu_0) / \rho_0 L c_0$; μ_0, μ_1 — коэффициенты первой и второй вязкости соответственно, κ — коэффициент теплопроводности.

2. Для линеаризации интегро-дифференциального уравнения (1.1) используем явное выражение для коэффициента поглощения [3]. Так как в дальнейшем будем интересоваться решениями исходной системы в виде плоских гармонических волн, то, вычисляя оптическую толщину $\tau_\nu(\mathbf{r}, \mathbf{r}')$ с использованием линеаризованного коэффициента поглощения $k_{\nu 0}$, с необходимой точностью получим:

$$(2.1) \quad \tau_\nu(\mathbf{r}, \mathbf{r}') = k_{\nu 0} |\mathbf{r} - \mathbf{r}'|$$

Учитывая (2.1) и тот факт, что доплеровские линии спектра слабо перекрываются, т. е. почти изолированы, можно произвести приближенное интегрирование ядра

¹ Круглов В. И. К теории колебательно-неравновесного излучения двухатомного газа. Канд. дис. Минск, 1975.

(1.2) по частоте, именно по контуру одной линии, а затем суммирование по вращательным квантовым числам j , заменив его интегрированием. В результате придем к линейному относительно возмущений уравнению:

$$(2.2) \quad \left(\frac{\partial}{\partial t} + 1 \right) \varepsilon(\mathbf{r}, t) = \frac{1}{8\sqrt{2\pi}} \frac{R^*}{Kn_r} \int \frac{\exp[-Lk_0|\mathbf{r}-\mathbf{r}'|]}{|\mathbf{r}-\mathbf{r}'|^2} \left[\varepsilon(\mathbf{r}', t) + \rho(\mathbf{r}', t) - \frac{1}{2} T(\mathbf{r}', t) \right] d\mathbf{r}' + \left(R_c \frac{c_{v0}T_0}{\varepsilon_0} - \frac{\sqrt{2\pi}}{8} R^* \right) T(\mathbf{r}, t)$$

$$k_0 = \frac{1+\sqrt{e}}{4e\sqrt{\pi}} B\theta^2 \left(\frac{B_e m}{hc} \right)^{1/2} \frac{p_0}{T_0^2}, \quad R^* = \frac{\tau_0}{\tau^*}$$

$$\frac{1}{\tau^*} = \frac{8\pi h\nu_0^3 B}{c^2}, \quad \theta = \frac{hc}{k_B}$$

Здесь h — постоянная Планка, k_B — постоянная Больцмана, B_e — вращательная постоянная молекулы, $1/k_0$ — средний по полосе излучения молекулы пробег квантов; $Kn_r = 1/k_0 L$ — радиационное число Кнудсена, B — коэффициент Эйнштейна для поглощения.

3. Система уравнений (1.4) — (1.6), (2.2) для любого из параметров обладает интегралами в виде плоских синусоидальных волн:

$$(3.1) \quad \rho(\mathbf{r}, t), T(\mathbf{r}, t), \dots = [\rho^*, T^*, \dots] \exp(-i\mathbf{k}\mathbf{r} + knt)$$

Задавая вещественный волновой вектор \mathbf{k} , будем определять спектр частот $\omega = knt$ ($k = |\mathbf{k}|$) собственных колебаний среды. Такой подход соответствует постановке задачи о распространении начальных возмущений в среде [1, 4]. Для решения такой задачи необходимо пользоваться преобразованиями Фурье — Лапласа [4].

Приравнявая нулю определитель однородной системы, получающейся из (1.4) — (1.6), (2.2) при подстановке в них (3.1), получим дисперсионное соотношение в виде алгебраического уравнения для n :

$$(3.2) \quad n^4 + n^3(X_1 + X_2 + X_3) + n^2(X_1X_2 + X_1X_3 + X_4 + 1) + n(X_1X_4 + \gamma^{-1}X_2 + X_3) + \gamma^{-1}(X_4 + X_5) = 0$$

$$X_1 = kX, \quad X_2 = k\gamma \text{Re}^{-1} + \frac{c_{v0}}{c_{v0}} R_c \frac{1}{k}, \quad X_3 = \frac{1 - R^*\alpha}{k}$$

$$(3.3) \quad X_4 = X_2X_3 + \frac{\varepsilon_0 R_c}{c_{v0}T_0k^2} \left(\frac{\alpha R^*}{2} + \frac{\sqrt{2\pi}}{8} R^* - R_c \frac{c_{v0}T_0}{\varepsilon_0} \right)$$

$$X_5 = \alpha R^* \frac{\varepsilon_0 R_c}{c_{v0}T_0k^2}, \quad \alpha = \frac{\sqrt{2\pi}}{4} \frac{\text{arctg}(Kn_r k)}{Kn_r k}$$

В данном случае n — безразмерная комплексная фазовая скорость волны. Если из дисперсионного соотношения отыскивать волновой вектор \mathbf{k} как функцию вещественной частоты ω (что соответствует постановке граничной задачи), то для \mathbf{k} имеет место трансцендентное уравнение. В отличие от равновесно-излучающего газа [1] в данном случае характеристическое уравнение (3.2) на порядок выше, т. е. в общем случае в колебательно-неравновесной среде распространяется большее число различных типов волн. Из зависимости коэффициентов уравнения (3.2) от k следует, что процессы вязкости и теплопроводности существенны для малых и промежуточных длин волн, а процессы переноса излучения и релаксации — для волн, больших, чем характерная длина $L = c_0\tau_0$. Для того, чтобы среда была устойчива относительно возмущений любого из параметров, необходимо, чтобы все волны затухали со временем, т. е. $\text{Re } n < 0$. Легко показать, что все коэффициенты уравнения (3.2) положительны. Пользуясь критерием Рауса — Гурвица, получаем, что необходимым и достаточным условием устойчивости среды относительно всех типов волн является выполнение соотношения

$$(3.4) \quad (X_1 + X_2 + X_3)(X_1X_2 + X_1X_3 + X_4 + 1)(X_1X_4 + \gamma^{-1}X_2 + X_3) - (X_1 + X_2 + X_3)^2(X_4 + X_5)\gamma^{-1} - (X_1 + X_4 + \gamma^{-1}X_2 + X_3)^2 > 0$$

Если для простоты пренебречь вязкостью и теплопроводностью, то (3.4) обнаруживает, что среда может быть неустойчива для длинных волн, и наоборот, устойчива для коротких.

4. Рассмотрим некоторые предельные случаи. Пусть в отсутствие вязкости и теплопроводности излучение также стремится к нулю, т. е. единственным диссипативным процессом является релаксация колебательной энергии молекул. Это соответствует тому, что $\mu_1=0$, $\mu_0=0$, $\kappa=0$, $R^*=0$, $R_c=1$. Тогда уравнение (3.2) переходит в

$$(4.1) \quad n^3 + n^2 \frac{1}{k} \left(\frac{c_{v0}}{c_{v0}} + 1 \right) + n + \frac{1}{k} \left(\frac{c_{v0}}{c_{p0}} + 1 \right) = 0$$

Из условия (3.4) при этом следует, что все типы волн будут поглощаться в среде. В приближении, когда декремент затухания мал ($n_1 \ll n_2$, $n = n_1 + in_2$), решение уравнения (4.1) имеет вид

$$n_1 = -\frac{1}{2} (\gamma - 1) \left(\frac{c_{v0}}{c_{p0}} \right) k \left[k^2 + \left(\frac{c_{v0}}{c_{v0}} + 1 \right) \right]^{-1}$$

$$n_2 = \sqrt{1 + \frac{2n_1}{k} \left(\frac{c_{v0}}{c_{v0}} + 1 \right)}$$

Здесь $2\pi n_1$ дает затухание волны за время $t = \tau_0 \lambda / L = \lambda / c_0$ (λ — длина волны). Видно, что затухание стремится к нулю как для очень больших, так и для очень малых волновых чисел. Максимальное поглощение наблюдается на длине волны $\lambda = 2\pi c_0 \tau_0 [1 + c_{v0}/c_{v0}]^{-1}$; $c_0 n_2$ — фазовая скорость соответствующей волны.

Благодаря тому что влияние излучения на газодинамические параметры среды в используемой системе уравнений осуществляется только посредством процесса релаксации, переход к предельному случаю «замороженных» колебаний ($\tau_c \rightarrow \infty$) и к случаю равновесного излучения ($\tau_c \rightarrow 0$) приводит к разделению уравнений газодинамики и уравнения для колебательной энергии. В обоих случаях в среде будут распространяться незатухающие звуковые волны, соответственно с «замороженной» ($\gamma = 7/5$) и равновесной скоростью. Колебательная энергия в первом случае экспоненциально стремится к нулю, пока полностью не перейдет в излучение, а во втором — стремится к равновесному значению.

В более общем случае присутствия релаксации и неравновесного излучения решение уравнения (3.2) выглядит громоздко (по-прежнему пренебрегаем вязкостью и теплопроводностью), однако в пределе длинных волн ($k \rightarrow 0$) можно считать, что $X_2, X_3 \ll X_4, X_5$, и тогда можно записать приближенное выражение для n :

$$n = \pm i \left[\frac{1}{2} (X_4 + 1) \mp \sqrt{\frac{1}{4} (X_4 + 1)^2 - \gamma^{-1} (X_4 + X_5)} \right]^{1/2}$$

т. е. в пределе длинных волн затухание отсутствует (здесь подкоренное выражение положительно) и релаксация с излучением влияют лишь на скорость звуковой волны. Заметим, что еще один характерный масштаб задачи — средняя длина пробега излучения, которая входит через параметр α , — вообще говоря, слабо влияет на качественную сторону явления.

Таким образом, в случае учета колебательной неравновесности и излучения в среде может распространяться четыре модифицированных плоских гармонических волны по сравнению с тремя типами волн в обычном газе с вязкостью и теплопроводностью. Приведенное рассмотрение позволяет решить задачу Коши об эволюции произвольных малых начальных возмущений в рассматриваемой среде.

В заключение автор выражает благодарность В. И. Круглову, Ю. В. Ходыко и М. А. Ельяшевичу за внимание к работе и обсуждения.

Поступила 31 III 1975

ЛИТЕРАТУРА

1. Прокофьев В. А. Развитие начальных возмущений в рассеивающем, излучающем, поглощающем вязком теплопроводном газе. Докл. АН СССР, 1974, т. 214, № 6.
2. Ельяшевич М. А., Круглов В. И., Ходыко Ю. В. Вывод уравнения типа Бибермана — Холстейна для неравновесно-излучающего двухатомного газа. Письма в ЖЭТФ, 1974, т. 20, вып. 2.
3. Круглов В. И., Ходыко Ю. В. Интегральное уравнение для плотности колебательной энергии двухатомных газов. Докл. АН БССР, 1975, т. 19, № 6.
4. Гинзбург В. Л., Рухадзе А. А. Волны в магнитоактивной плазме. М., «Наука», 1975.