

## ИСТЕЧЕНИЕ ВЯЗКОГО ГАЗА В ВАКУУМ

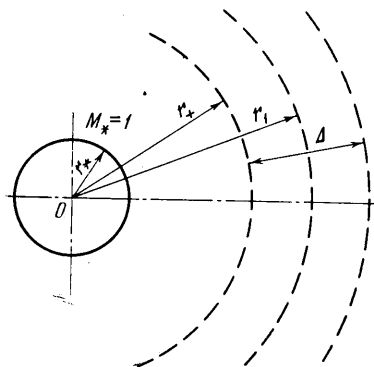
В. Н. ГУСЕВ, А. В. ЖБАКОВА

(Москва)

При помощи уравнений Навье — Стокса исследуется вязкое течение от сферического источника в предположении, что коэффициент вязкости зависит от температуры по степенному закону. В случае истечения газа в вакуум этот вопрос исследовался в работе [1], в которой был получен неожиданный результат: скорость газа на бесконечности стремилась к нулю. Настоящее исследование предпринято с целью понять причину этого неожиданного результата.

1. Рассмотрим установившееся сверхзвуковое истечение газа из сферической полости радиуса  $r_*$ , на которой число Маха  $M_* = 1$ , в пространство с постоянным давлением (фиг. 1). Течение будет происходить по радиусам из точек сферы с центром в начале координат и будет состоять из сверхзвуковой ( $r_* < r < r_1$ ) и дозвуковой ( $r > r_1$ ) областей, разделенных обычной ударной волной.

В случае идеального газа положение последней в зависимости от перепада давления  $P_0 = p_0/p_\infty$ , где  $p_0$  и  $p_\infty$  — соответственно давление торможения газа в полости и внешнее давление, куда истекает газ, определяется при помощи уравнения расхода и формулы для прямого скачка уплотнения



Фиг. 1

$$\frac{r_1}{r_*} = \left( \frac{\gamma + 1}{2} \right)^{-\kappa} M_1^{-1/2} \left( 1 + \frac{\gamma - 1}{2} M_1^2 \right)^\kappa$$

$$\left( \kappa = \frac{\gamma + 1}{4(\gamma - 1)} \right) \quad (1.1)$$

$$P_0 = \left\{ \left[ \frac{4\gamma}{(\gamma + 1)^2} - \frac{2(\gamma - 1)}{(\gamma + 1)^2} \frac{1}{M_1^2} \right] \times \right. \\ \left. \times \left( 1 + \frac{\gamma - 1}{2} M_1^2 \right) \right\}^{\gamma/(\gamma - 1)} \times \\ \times \left[ \frac{2\gamma}{\gamma + 1} M_1^2 - \frac{\gamma - 1}{\gamma + 1} \right]^{-1}$$

где  $M_1$  — число Маха перед фронтом ударной волны,  $\gamma$  — отношение удельных теплоемкостей. В таком течении температура торможения газа  $T_0 = \text{const}$  всюду и совпадает с температурой газа на бесконечности  $T_\infty$ , а давление торможения в дозвуковой области  $p_0' = p_\infty$ .

При наличии вязкости характер рассматриваемого здесь течения существенным образом изменяется. При степенной зависимости коэффициента вязкости  $\mu$  от температуры  $T$  ( $\mu \sim T^n$ ) этот вопрос при помощи уравнений Навье — Стокса рассматривался в работах [2, 3]. В них было показано, что диссипативные процессы прежде всего изменяют характер течения вблизи фронта ударной волны. Если в идеальном газе скачок уплотнения представлял собой некоторую нормальную к линиям тока поверхность разрыва, то при наличии вязкости ударная волна становится размытой, ее толщина — конечной и тем большей, чем больше перепад давления  $P_0$ . Нарушаются из-за растекания газа следующие из теории прямого скачка уплотнения соотношения для параметров потока на фронте ударной волны.

Влияние диссипативных процессов проявляется и в сверхзвуковой области течения при  $r_* < r < r_+$ , где  $r_+$  — условно введенная в работе [3] граница переднего фронта ударной волны, на которой параметры потока экстремальны. Однако, как это следует из расчетов [2, 3], здесь оно мало, и течение в этой области остается близким к идеальному.

2. Исследуем асимптотическое поведение рассматриваемого здесь течения при  $p_\infty \rightarrow 0$ , соответствующее истечению газа в вакуум. Ранее этот вопрос рассматривался в работе [1], в которой было установлено, что вязкость и теплопроводность влияют на асимптотическое поведение решения для плоского и сферического источников существенно по-разному. Если для плоского сверхзвукового источника скорость на бесконечности стремится к величине, несколько меньшей, чем максимальная  $U_m$ , то в случае сферического источника эта скорость обращается в нуль.

Понять причину этого неожиданного результата можно при помощи следующих физических соображений. В случае идеального газа из соотношений (1.1) следует, что при  $p_\infty \rightarrow 0$  координата фронта ударной волны  $r_1 \rightarrow \infty$ , скорость газа на бесконечности стремится к максимальной  $U_m$ , а давление  $p$ , плотность  $\rho$  и температура  $T \rightarrow 0$ . Закономерность асимптотического поведения рассматриваемого течения при наличии вязкости может принципиально отличаться от закономерностей идеального случая, если при  $p_\infty \rightarrow 0$  условно введенная граница переднего фронта ударной волны  $r_+$  не будет стремиться к бесконечности, что, вообще говоря, возможно, так как толщина ударной волны при  $p_\infty \rightarrow 0$  неограниченно возрастает. В этом случае асимптотическое поведение решения в окрестности бесконечно удаленной точки будет определяться особенностями структуры ударной волны, а не течением в сверхзвуковом источнике.

Чтобы подчеркнуть главную особенность этого отличия, перейдем к непосредственному анализу решения. Система одномерных уравнений Навье — Стокса для вязкого теплопроводного газа в случае сферической симметрии после исключения давления и плотности с помощью уравнений неразрывности  $Q = 4\pi r v r^2$  и состояния  $p = \rho RT$  записывается в виде [2]

$$\begin{aligned}
 & (\gamma w^2 - \theta) \frac{dw}{dy} + w \frac{d\theta}{dy} + \frac{2w\theta}{y} = \\
 & = - \frac{\gamma w^2 \theta^n}{C} \left( \frac{d^2 w}{dy^2} - \frac{2w}{y^2} \right) - \frac{n \gamma w^2 \theta^{n-1} d\theta}{C} \left( \frac{dw}{dy} + \frac{w}{y} \right) \\
 & \theta + \frac{\gamma - 1}{2} \left( 1 + \frac{2\theta^n}{C y} \right) w^2 + \frac{\theta^n}{C} \left[ \frac{3}{4\sigma} \frac{d\theta}{dy} + (\gamma - 1) w \frac{dw}{dy} \right] = \alpha \\
 & w = \frac{u}{(\gamma RT_\infty)^{1/2}}, \quad \theta = \frac{T}{T_\infty}, \quad y = \frac{l}{r}, \quad l = \frac{Q^{1/2} (\gamma RT_\infty)^{1/4}}{(4\pi \gamma p_\infty)^{1/2}} \\
 & C = \frac{3Q}{16\pi \mu_\infty l}
 \end{aligned} \tag{2.1}$$

Здесь  $u$  — скорость,  $Q$  — расход газа,  $R$  — газовая постоянная,  $\sigma$  — число Прандтля,  $\alpha$  — константа, определяющая поток тепла  $q_0$  в бесконечно удаленной точке;  $\alpha = 1$  при  $q_0 = 0$ .

При истечении газа в пространство с постоянным давлением ( $p_\infty = \text{const}$ ) решение системы (2.1) дано в работах [2, 3]. Это решение в окрестности бесконечно удаленной точки  $r = \infty$  ( $y = 0$ ) имеет следующие разложения:

$$w = y^2(1 + a_1 y + a_2 y^2 + \dots), \quad \theta = 1 + b_1 y + b_2 y^2 + \dots \tag{2.2}$$

Коэффициенты этих рядов однозначно определяются [4] через параметры  $C$ ,  $\alpha$ ,  $\gamma$ ,  $n$ ,  $\sigma$ .

Кроме этого, система (2.1) допускает указанное в работе [1] решение, соответствующее истечению газа в вакуум.

Рассмотрим подробно этот случай. Принимая во внимание, что  $C \rightarrow 0$  при  $p_\infty \rightarrow 0$ , перейдем в системе (2.1) к новой переменной  $x = \gamma y y_*^{-1}$ , где  $y_* = l r_*^{-1}$ . Тогда вместо  $C$  в систему (2.1) войдет новый безразмерный параметр

$$R = {}^{3/4} R_* (T_* / T_\infty)^n, \quad R_* = \rho_* u_* r_* / \mu_*$$

Здесь  $R_*$  и  $T_*$  — число Рейнольдса и температура газа в критическом сечении при  $r = r_*$ . Этот параметр  $R$  при стремлении  $p_\infty \rightarrow 0$  остается конечным, так как  $T_\infty \neq 0$  [1]. Отметим, что в новой переменной система (2.1) не отличается от исходной после замены  $C$  на  $R$ .

Согласно [1] при  $p_\infty = 0$  решение в окрестности бесконечно удаленной точки имеет вид

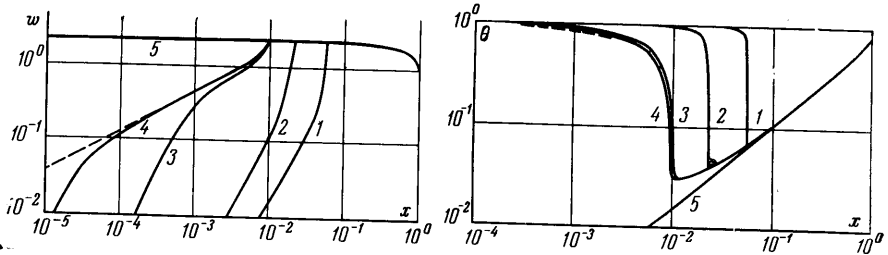
$$w = \sqrt{x}(c_0 + c_1 x + c_2 x^2 + \dots), \quad \theta = d_0 + d_1 x + d_2 x^2 + \dots \tag{2.3}$$

Из граничного условия для температуры  $T = T_\infty$  при  $x = 0$  следует  $d_0 = 1$ . Последующие коэффициенты этих рядов определяются однозначно через параметры  $R$ ,  $\alpha$ ,  $\gamma$ ,  $n$ ,  $\sigma$ , например

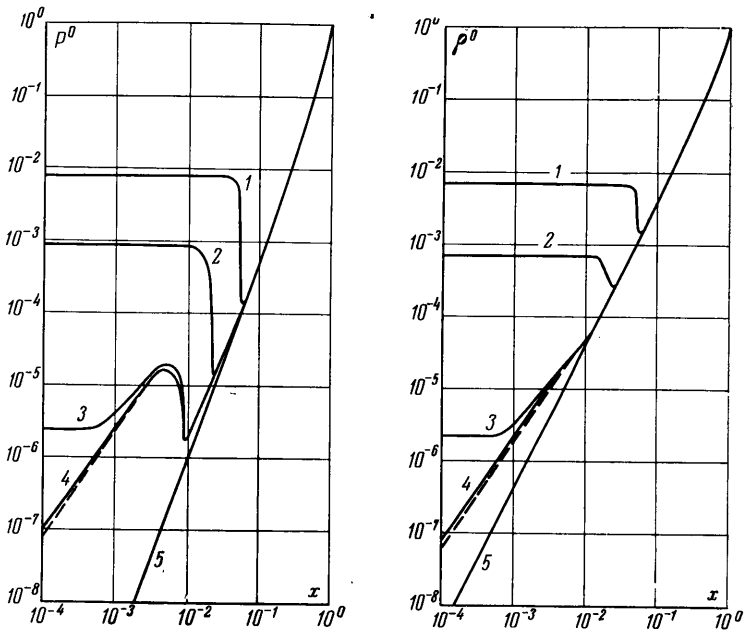
$$c_0 = \left( \frac{2R}{3\gamma} \right)^{-1/2}, \quad d_1 = \frac{4\sigma R}{3} \left[ \alpha - \frac{2\gamma - 1}{\gamma} \right]$$

и решение поставленной задачи сводится к решению задачи Коши.

3. Ниже для вычислений использовалось решение системы (2.1) при малых значениях параметра  $C$ . Результаты этих расчетов при  $\alpha = n = 1$ ,  $\gamma = 1.4$ ,  $\sigma = 0.75$ , полученные путем численного интегрирования системы (2.1) на ЭВМ по методу, изложенному в работе [2], приведены на фиг. 2. На фигуре даны изменения скорости  $w = u(\gamma RT_\infty)^{-1/2}$  и температуры  $\theta = TT_\infty^{-1}$  в зависимости от безразмерной координаты  $x = r_* r^{-1}$  при фиксированном значении числа  $R_* = 570$  и различных



Фиг. 2



Фиг. 3

значениях  $P_0$  (кривые 1, 2, 3, 4 соответствуют значениям  $P_0 = 2.44 \cdot 10^2, 2.1 \cdot 10^3, 7.24 \cdot 10^5, 8.62 \cdot 10^7$ ). На этих же фигурах приведены изменения параметров потока в случае идеального газа при  $P_0 = \infty$  (кривые 5), а также ограниченные первыми членами решение (2.3) при условии  $T_* T_\infty^{-1} = 2(\gamma + 1)^{-1}$  и тех же значениях безразмерных параметров  $R_*, n, \alpha, \gamma, \sigma$  (пунктирные кривые на фиг. 2). Как показывают полученные результаты, при  $P_0 \rightarrow \infty$  координата условно введенной границы переднего фронта ударной волны  $r_+$  действительно оказывается конечной, а решение в окрестности бесконечно удаленной точки стремится к решению (2.3).

Изменения других параметров потока, таких как давление  $p^0 = pp_*^{-1}$  и плотность  $\rho^0 = \rho\rho_*^{-1}$ , при  $R_* = 570$  даны на фиг. 3. Влияние вязкости здесь приводит к тому, что, начиная с некоторого конечного значения  $P_0$ , перепад плотности на фронте ударной волны исчезает и при дальнейшем увеличении  $P_0$  изменение плотности во всей области течения становится монотонным.

Таким образом, при истечении вязкого газа из сферической полости в вакуум течение, как и в случае конечного давления на бесконечности, оказывается состоящим из сверхзвуковой и дозвуковой областей, разделенных некоторой переходной областью.

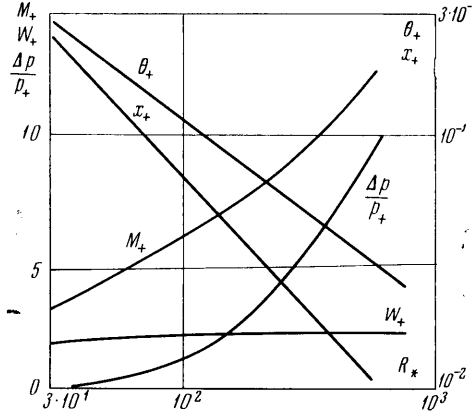
При больших значениях числа  $R_*$  сверхзвуковое течение оказывается близким к идеальному. Соответствующие поправки даны в работе [3]. В дозвуковой области течения при  $\alpha = 1$  для параметров потока справедливы следующие асимптотические выражения:

$$w = (2/3R/\gamma)^{1/2}x^{1/2}, \quad \theta = 1 - 4/3\sigma(\gamma - 1)\gamma^{-1}Rx \quad (3.1)$$

$$\rho^\circ = \left[ \frac{3\gamma}{2R_*} \left( \frac{T_*}{T_\infty} \right) \right]^{1/2} x^{3/2}, \quad p^\circ = \left[ \frac{3\gamma}{2R_*} \left( \frac{T_\infty}{T_*} \right) \right]^{1/2} x^{3/2}$$

Процессы, протекающие в переходной области, аналогичны процессам в обычной ударной волне и связаны с необратимым переходом кинетической энергии упорядоченного движения газа в энергию беспорядочного теплового движения молекул. Однако в отличие от ударной волны повышение температуры в этой области вызывает возрастание только давления, изменение плотности здесь сохраняется монотонным.

Определим в заключение экстремальные значения скорости  $w_+$ , температуры  $\theta_+$  и числа Маха  $M_+$  на границе переднего фронта  $x_+$ , а также относительное изменение давления  $\Delta p/p_+$  при прохождении газа через переходную область. При  $\alpha = n = 1$ ,  $\gamma = 1.4$ ,  $\sigma = 0.75$  эти данные в зависимости от числа  $R_*$  приведены на



Фиг. 4

фиг. 4. При  $R_* \rightarrow \infty$  координата  $x_+ \rightarrow \infty$  и параметры  $w_+ \rightarrow \sqrt{2/(\gamma - 1)}$ ,  $\theta_+ \rightarrow 0$ ,  $M_+ \rightarrow \infty$ . При уменьшении числа  $R_*$  координата  $x_+ \rightarrow 1$ , сверхзвуковая область уменьшается, пока при некотором конечном значении  $R_*$  течение всюду не станет дозвуковым.

Поступило 15 IX 1970

ЛИТЕРАТУРА

1. Ладыженский М. Д. Об истечении вязкого газа в пустоту. ПММ, 1962, № 4.
2. Gusev V. N., Zhbakova A. V. The flow of viscous heat-conducting compressible fluid into the constant pressure medium. Sixth Internat. Sympos. on Rarefied Gas Dynamics, 1968.
3. Гусев В. Н. О влиянии вязкости в струйных течениях. Уч. зап. ЦАГИ, 1970, т. 1, № 6.
4. Гусев В. Н., Жбакова А. В. Об одном точном решении одномерных уравнений Навье — Стокса. Изв. АН СССР, МЖГ, 1968, № 3.

УДК 533.6.01.011 : 51 533.6.01.011.35 533.6.01.011.72

К ТЕОРИИ «ПРОСТОЙ ВОЛНЫ» ФРИДРИХСА

В. И. ФИДРУС, Э. Г. ШИФРИН

(Москва)

Рассматривается задача о возникновении скачка уплотнения в стационарном течении типа простой волны, примыкающей к области равномерного сверхзвукового потока.

При построении скачка уплотнения принято использовать метод Фридрихса [1, 2], в основе которого лежит допущение о пренебрежимой малости возмущения, вносимого в поток ударной волной. При этом на течении типа простой волны удастся провести кривую (скачок уплотнения), на которой условия Гюгони удовлетворяются асимптотически (ударная полара заменяется характеристикой).

Однако, как показано ниже, в области влияния скачка уплотнения точное решение типа простой волны не всегда является асимптотическим представлением