

УДК: 52—468—423

О СИЛЬНОЙ УДАРНОЙ ВОЛНЕ В СФЕРИЧЕСКИ-СИММЕТРИЧНОМ ДВИЖЕНИИ ГРАВИТИРУЮЩЕГО ГАЗА

Е. А. ФИЛИСТОВ, А. Д. ЧЕРНИН

Поступила 14 сентября 1989

Принята к печати 5 октября 1989

В рамках ньютоновской механики рассматривается сферически-симметричное неустановившееся движение самогравитирующего совершенного газа при наличии сильной ударной волны, за фронтом которой распределение газа является однородным по плотности, а его движение имеет параболический характер.

1. Используем стандартные условия на разрыве и, следуя [1], в случае параболического движения газа за фронтом решаем задачу о законе движения сильной ударной волны, распространяющейся в расширяющемся (или сжимающемся) самогравитирующем газе с нулевым давлением; для радиуса фронта волны, его скорости и массы за фронтом находим:

$$R(t) = C t^{2/3} + e_2 a t^{1-\gamma}, \quad (1)$$

$$v(t) = \frac{2}{3} e_2 C t^{-1/3} + (2 - \gamma) a t^{-\gamma}, \quad (2)$$

$$M(t) = \left[m_0^{1/3} + e_2 a \left(\frac{2}{9G} \right)^{1/3} t^{\frac{4-3\gamma}{3}} \right]^3, \quad (3)$$

где C — константа интегрирования; $m_0 = 2C^3/(9G)$; $a = (4 - 3\gamma)^{-1} \times [3^{3-\gamma} 2^{-\gamma} A (\gamma - 1) (\pi G)^{1-\gamma}]^{1/2}$; A — энтропийная константа; G — гравитационная постоянная; γ — показатель адиабаты; $e_2 = +1$ или -1 ; если газ за фронтом расширяется или сжимается, соответственно; при $e_2 = -1$ должна быть еще произведена замена $t \rightarrow t_2 - t$, $t_2 = t_2(m)$ — момент коллапса слоя с данным значением лагранжевой координаты m , имеющей смысл полной массы внутри сферы, образуемой данными частицами.

Решение перед фронтом волны представляет собой ньютоновский аналог решения Толмена [2] и зависит от времени t и лагранжевой переменной m . Параболическое движение за фронтом, описываемое формулами (1) — (3), формируется при условии, что полная энергия слоя (в расчете на единицу массы) зависит от лагранжевой координаты m следующим образом:

$$E(m) = \left(\frac{2}{9}\right)^{\frac{2-\gamma}{4-3\gamma}} \left(\frac{4-3\gamma}{\gamma-1}\right)^2 \left(\alpha G^{1-\gamma}\right)^{\frac{2}{4-3\gamma}} \times \\ \times (m^{1/3} - m_0^{1/3})^{\frac{2-3\gamma}{4-3\gamma}} \left(\frac{6-5\gamma}{4-3\gamma} m^{1/3} - m_0^{1/3}\right). \quad (4)$$

При этом от m зависит и момент коллапса слоя: при $E > 0$

$$t_1(m) = \left[\frac{e_2}{\alpha} \left(\frac{9G}{2}\right)^{1/3} (m^{1/3} - m_0^{1/3})\right]^{\frac{3}{4-3\gamma}} \left[1 - e_1 \frac{3(\operatorname{sh} \eta_1 - \eta_1)}{\sqrt{2}(\operatorname{ch} \eta_1 - 1)^{3/2}}\right], \quad (5)$$

$$\operatorname{ch} \eta_1 = 1 + 2 \left(\frac{4-3\gamma}{\gamma-1}\right)^2 \frac{m^{1/3} - m_0^{1/3}}{m^{2/3}} \left(\frac{6-5\gamma}{4-3\gamma} m^{1/3} - m_0^{1/3}\right);$$

при $E < 0$

$$t_1(m) = \left[\frac{e_2}{\alpha} \left(\frac{9G}{2}\right)^{1/3} (m^{1/3} - m_0^{1/3})\right]^{\frac{3}{4-3\gamma}} \left[1 - e_1 \frac{3(\eta_1 - \sin \eta_1)}{\sqrt{2}(1 - \cos \eta_1)^{3/2}}\right], \quad (6)$$

$$\cos \eta_1 = 1 + 2 \left(\frac{4-3\gamma}{\gamma-1}\right)^2 \frac{m^{1/3} - m_0^{1/3}}{m^{2/3}} \left(\frac{6-5\gamma}{4-3\gamma} m^{1/3} - m_0^{1/3}\right).$$

Здесь $e_1 = +1$ или -1 , соответственно, для расширения или сжатия газа перед фронтом. Из всех возможных комбинаций значений e_1 , e_2 , γ , C не реализуются $e_2 = +1$, $e_1 = \pm 1$, $\gamma > 4/3$ при $C < 0$, а также $e_2 = -1$, $e_1 = \pm 1$, $1 < \gamma < 4/3$ при $C < 0$.

Входящая в решение константа m_0 имеет в различных случаях e_1 , e_2 , γ , C различный смысл. Например, при $\gamma = 5/3$, $e_1 = \pm 1$, $e_2 = +1$, $C > 0$ m_0 — предельная максимальная масса, способная оказаться за фронтом.

При $m_0 = 0$ решение (1) — (6) переходит в решение Голубятникова [1], имеющее смысл для $\gamma < 4/3$, $e_2 = +1$, $e_1 = \pm 1$, или для $\gamma > 4/3$, $e_2 = -1$, $e_1 = \pm 1$.

2. Как видно из формул (1) — (6), значение $\gamma = 4/3$ является особым; в этом случае решение имеет иной вид:

$$R(t) = e_2 \beta t^{2/3} \ln(t/t_0), \quad (7)$$

$$v(t) = \beta t^{-1/3} \left[1 + \frac{2}{3} \ln(t/t_0) \right], \quad (8)$$

$$M(t) = \frac{2e_2}{9G} \left[\beta \ln(t/t_0) \right]^3, \quad (9)$$

$$E(m) = 18 \beta^2 t_0^{-2/3} \cdot \exp \left\{ -\frac{e_2}{\beta} \left(\frac{4G}{3} m \right)^{1/3} \right\} \left[1 - \frac{e_2}{\beta} \left(\frac{4G}{81} m^{1/3} \right)^{1/3} \right], \quad (10)$$

где $t_0 > 0$ — константа интегрирования, $\beta = 6^{-2/3} (\pi G)^{-1/6} A^{1/2}$.

При $E > 0$

$$t_1(m) = t_0 \exp \left\{ \frac{e_2}{\beta} \left(\frac{9G}{2} m \right)^{1/3} \right\} \left[1 - e_1 \frac{3(\operatorname{sh} \eta_1 - \eta_1)}{\sqrt{2}(\operatorname{ch} \eta_1 - 1)^{3/2}} \right], \quad (11)$$

$$\operatorname{ch} \eta_1 = 1 + 18\beta^2 \left(\frac{6}{Gm} \right)^{2/3} \left[1 - \frac{e_2}{\beta} \left(\frac{4G}{81} m \right)^{1/3} \right].$$

При $E < 0$

$$t_1(m) = t_0 \exp \left\{ \frac{e_2}{\beta} \left(\frac{9G}{2} m \right)^{1/3} \right\} \left[1 - e_1 \frac{3(\eta_1 - \sin \eta_1)}{\sqrt{2}(1 - \cos \eta_1)^{3/2}} \right], \quad (12)$$

$$\cos \eta_1 = 1 + 18\beta^2 \left(\frac{6}{Gm} \right)^{2/3} \left[1 - \frac{e_2}{\beta} \left(\frac{4G}{81} m \right)^{1/3} \right]$$

(заметим, что здесь случай $e_2 = -1$, $e_1 = +1$ не реализуется).

Решение (7) — (12) отличается от решения Голубятникова [1] для $\gamma = 4/3$ тем, что у нас среда за фронтом не является релятивистской; из-за этого и само решение имеет существенно иную структуру.

3. Рассмотрим теперь случай, когда движение газа перед фронтом является инерциальным. Если за фронтом движение, как и выше, описывается параболическим решением, то перед фронтом расстояние частицы с данной лагранжевой координатой m от центра есть:

$$r_1 = \frac{2}{\gamma - 1} \left(\frac{G}{6} \right)^{1/3} \frac{[(4\gamma - 5) m^{1/3} + (4 - 3\gamma) m_0^{1/3}] [e_2 t + t_1(m)]}{[(e_2/a)(9G/2)^{1/3} (m^{1/3} - m_0^{1/3})]^{1/(4-3\gamma)}},$$

$$t_1(m) = \frac{(7-5\gamma) m^{1/3} - 2(4-3\gamma) m_0^{1/3}}{2[(4\gamma-5) m^{1/3} + (4-3\gamma) m_0^{1/3}]} \left[\frac{e_2}{a} \left(\frac{9G}{2} \right)^{1/3} (m^{1/3} - m_0^{1/3}) \right]^{\frac{3}{4-3\gamma}}.$$

Для $\gamma = 4/3$ решение имеет вид

$$r_1 = \left(\frac{4G}{3} \right)^{1/3} \frac{(m^{1/3} - e_2 n) (e_2 t + t_1)}{t_0^{1/3} \exp \{ (3e_2/n) m^{1/3} \}},$$

$$t_1(m) = \frac{m^{1/3} + 2e_2 n}{2(m^{1/3} - e_2 n)} t_0 \exp \{ 9e_2 m^{1/3}/n \},$$

$$n = \beta (162/G)^{1/3}.$$

В обоих случаях закон движения фронта остается тем же, что и, соответственно, в решениях (1) — (3) и (7) — (9).

Шадринский государственный
педагогический институт

Ленинградский государственный педагогический
институт им. А. И. Герцена

ON A STRONG SHOCK IN A SPHERICAL FLOW OF GRAVITATING GAS

E. A. FILISTOV, A. D. CHERNIN

An exact solution for a spherical non-stationary flow of perfect self-gravitating gas with a strong shock is obtained and considered in non-relativistic Newtonian approximation; the flow behind the shock front is assumed to be uniform and parabolic.

ЛИТЕРАТУРА

1. А. Н. Голубятников, Докл. АН СССР, 227, 1067, 1976.
2. R. Tolman, Proc. Nat. Acad. Sci. U.S.A., 20, 169, 1934.