

## ОБ ЭВОЛЮЦИОННЫХ МАГНИТОГИДРОДИНАМИЧЕСКИХ ТЕЧЕНИЯХ

К. П. Черкасова

(Харьков)

Как известно, при течении в сопле Лаваля энтропия сохраняется, поэтому наряду с обычным течением, при котором происходит непрерывный переход от дозвуковой к сверхзвуковой скорости, формально возможно обратное течение с непрерывным переходом от сверхзвуковой скорости к дозвуковой. Однако экспериментально такие течения не наблюдаются. Неустойчивость таких течений была показана Канторовичем [1] и Мейером [2] путем исследования профиля волн возмущения. С другой стороны, невозможность обратного непрерывного перехода через скорость звука весьма просто следует из условий эволюционности [3]. Условия эволюционности стационарных одномерных течений в обычной гидродинамике заключаются в том, что при движении вдоль линии тока число Маха  $M$  должно проходить через особую точку  $M = 1$  от значений  $M < 1$  к значениям  $M > 1$ .

Точно такими же будут условия эволюционности в магнитной гидродинамике [4], только вместо обычного числа Маха следует ввести магнитогидродинамические числа Маха  $M_{\pm} = u/u_{\pm}$ , где  $u$  — скорость течения,  $u_{\pm}$  — фазовые скорости распространения быстрых или медленных магнитозвуковых волн. Стационарное одномерное магнитогидродинамическое течение является эволюционным, если при движении вдоль линии тока числа Маха  $M_+$  или  $M_-$  проходят через значения  $M_+ = 1$  или  $M_- = 1$  соответственно от значений, меньших единицы, к значениям, большем единицы.

Цель настоящей работы заключается в определении ограничений, которые налагаются условиями эволюционности на возможные типы непрерывных магнитогидродинамических течений, если единственным внешним воздействием является изменение площади поперечного сечения.

Рассмотрим квазидономерное магнитогидродинамическое стационарное течение в некотором канале. Квазидономерная модель предполагает, что переменные, характеризующие течение являются средними по сечению, нормальному к оси; что касается направлений скорости и магнитного поля, то они произвольны<sup>1</sup>. Будем для простоты считать проводимость бесконечной, а также положим, что на течение не оказывается никаких внешних воздействий, кроме изменения площади поперечного сечения канала. Тогда уравнения, описывающие течение, будут следующие:

$$\begin{aligned} \frac{d}{dx} (\rho u S) &= 0, & \frac{d}{dx} (H_x S) &= 0, & \frac{d}{dx} (H_x v - H_y u) &= 0 \\ u \frac{du}{dx} &= - \frac{1}{\rho} \frac{dp}{dx} - \frac{1}{4\pi\rho} H_y \frac{dH_y}{dx}, & u \frac{dv}{dx} &= \frac{H_x}{4\pi\rho} \frac{dH_y}{dx}, & \frac{p}{\rho} &= \text{const} \end{aligned} \quad (1)$$

где ось  $x$  направлена вдоль оси канала;  $u$  и  $v$  — составляющие скорости вдоль осей  $x$  и  $y$ ;  $S$  — площадь поперечного сечения канала, остальные обозначения общепринятые. Появление множителя  $S$  во втором из этих уравнений связано с вмогренностью магнитных силовых линий в веществе.

Система уравнений (1) может быть представлена в следующем виде:

$$\begin{aligned} (u^2 - u_-^2) (u^2 - u_+^2) \frac{d \ln u}{dx} &= \frac{d \ln S}{dx} (u^2 c^2 - V_x^2 c^2 + V_x V_y u v), & \frac{d \ln H_x}{dx} &= - \frac{d \ln S}{dx} \\ (u^2 - u_-^2) (u^2 - u_+^2) \frac{d \ln \rho}{dx} &= - \frac{d \ln S}{dx} (u^4 - u^2 V^2 + V_x V_y u v) \\ (u^2 - u_-^2) (u^2 - u_+^2) \frac{d \ln H_y}{dx} &= - \frac{d \ln S}{dx} \left[ u^2 c^2 + \frac{u v V_x}{V_y} (u^2 - c^2) \right] \\ (u^2 - u_-^2) (u^2 - u_+^2) \frac{d \ln v}{dx} &= - \frac{d \ln S}{dx} \left[ V_x^2 (u^2 - c^2) + \frac{u c^2 V_x V_y}{v} \right] \end{aligned} \quad (2)$$

$(V = H / \sqrt{4\pi\rho}$  — альфеновская скорость)

Из уравнений (2) видно, что критическими скоростями являются скорости  $u_{\pm}$  распространения быстрых или медленных магнитозвуковых волн.

<sup>1</sup> В обычной гидродинамике это соответствует одномерной модели, или гидравлическому приближению, при котором пренебрегают составляющей скорости, перпендикулярной к оси. Однако при наличии магнитного поля в гидравлическом приближении скорость может быть направлена под произвольным углом к оси. Такое течение возможно, например, в кольцевом сопле [5].

- Plasma Acceleration. Stanford University Press, 1960.
5. Lundin, C. J., The Use of Plasma for Propulsion of Interplanetary Rockets. Tech. Rep. No. 6, 1961.
4. Hojo, P. B., On gyrokinetic wave propagation in magnetoplasma. Proc. Roy. Soc. (London) A, 1961, v. 241, p. 41.
3. Hojo, P. B., On gyrokinetic wave propagation in magnetoplasma. Proc. Roy. Soc. (London) A, 1961, v. 241, p. 41.
2. McGrayne Hill Co., New York, London, 1953, vol. 4, p. 41.
1. Kanotori, T., The Formation and Stability of Normal Shock Waves on Channel Flows. Phys. Rev., 1947, vol. 71, N 7.

## INTRODUCTION

Физико-технический институт АН ССР Тбилисская АО III 1962

Архив гравиографа А. Н. Аксенова и П. Б. Морозина за годы и десятилетия.

В приложении к понятию магнитной гидродинамики, если

$$(dS/dx)^{M^{\pm 1}} < 0$$

то (6) имеет

$$ds/dx = 0, \quad F^+ < 0$$

Последнее равнение определяет, когда в торце  $M^+ = 1$

$$(6) \quad (\mp 1) \left( \frac{dx}{ds} \right)^{F^{\pm 1}} < 0$$

Модель (5), на основе которой (3) является следствием якорной пропанности

$$(5) \quad dM^+/dx < 0 \quad \text{при } M^+ = 1$$

т.е. если

$F^{\pm} = 0$ . Тогда, определяя толщину  $M^+ = 1$  из соотношения  $dS/dx = 0$ , можно

получить значение  $M^{\pm 1}$  для данной модели.

$$(7) \quad \begin{aligned} \left( \frac{\frac{x}{M^+} - 1}{\frac{1}{M^2}} + \frac{M^{\pm 1}}{M^2} \right) &= M^{\pm 1}, \quad M^{\pm 1} = M \\ &- \frac{2M}{N + 2M} \\ &- \frac{2}{M^2} (N + 2M) (2 + NM^{\pm 1}) = \frac{1}{2} (M^{\pm 1} - 1)(M^{\pm 1} - 1) + \frac{3}{2} - \frac{2N}{M^2} \\ &\quad \left[ M^{\pm 1} - 1 + \frac{M^{\pm 1}}{NM^{\pm 1}} \right] = \frac{1}{2} (M^{\pm 1} - 1)(M^{\pm 1} - 1) \\ &+ \left\{ \left[ (M^{\pm 1} - 1)(M^{\pm 1} - 1) \left( \frac{M^{\pm 1}}{M^2} - \frac{1}{M^2} \right) + \frac{M^{\pm 1}}{M^2} \right] \right. \\ &\quad \left. + \frac{M^{\pm 1}}{M^2} - \frac{1}{M^2} \right] \left[ \frac{M^{\pm 1}}{M^2} - \frac{1}{M^2} + (M^{\pm 1} - 1)(M^{\pm 1} - 1) \right. \\ &+ \left. \left( \frac{M^{\pm 1}}{M^2} - \frac{1}{M^2} \right) \left( \frac{M^{\pm 1}}{M^2} - \frac{1}{M^2} \right) \right] \end{aligned}$$

$$(8) \quad \begin{aligned} F^{\pm}(M^+, M^-, M^x, N) &= M^{\pm 1} - 1 + \frac{NM^{\pm 1}}{M^2} + \frac{M^{\pm 1}}{M^2} - \frac{1}{M^2} \\ &= \frac{dx}{d \ln S} E(M^+, M^-, M^x, N) \\ &= (M^{\pm 1} - 1)(M^{\pm 1} - 1) \frac{dx}{d \ln M} G(M^+, M^-, M^x, N) \\ &= (M^{\pm 1} - 1)(M^{\pm 1} - 1) \frac{dx}{d \ln M} F^{\pm}(M^+, M^-, M^x, N) \end{aligned}$$

При этом (2), для решения  $M^+, M^-, N$  в зависимости от  $M^x = u/V^x$  и  $N = a/V^x$  в принципе можно использовать методы якорной пропанности.