

ОБ ЭВОЛЮЦИОННЫХ МАГНИТОГИДРОДИНАМИЧЕСКИХ ТЕЧЕНИЯХ

К. П. Черкасова

(Харьков)

Как известно, при течении в сопле Лавала 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 волны 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, большим единицы.

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

Рассмотрим квазиодномерное магнитогидродинамическое стационарное течение в некотором канале. Квазиодномерная модель предполагает, что переменные, характеризующие течение являются средними по сечению, нормальному к оси; что касается направлений скорости и магнитного поля, то они произвольны¹. Будем для простоты считать проводимость бесконечной, а также положим, что на течение не оказываются никаких внешних воздействий, кроме изменения площади поперечного сечения канала. Тогда уравнения, описывающие течение, будут следующие:

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

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 замороженностью магнитных силовых линий в вещество.

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

$$\begin{aligned} (u^2 - u_-^2)(u^2 - u_+^2) \frac{d \ln u}{dx} &= \frac{d \ln S}{dx} (u^2 c^2 - V_x^2 c^2 + V_x V_y uv), & \frac{d \ln H_x}{dx} &= -\frac{d \ln S}{dx} \\ (u^2 - u_-^2)(u^2 - u_+^2) \frac{d \ln \rho}{dx} &= -\frac{d \ln S}{dx} (u^4 - u^2 V^2 + V_x V_y uv) \\ (u^2 - u_-^2)(u^2 - u_+^2) \frac{d \ln H_y}{dx} &= -\frac{d \ln S}{dx} \left[u^2 c^2 + \frac{uv V_x}{V_y} (u^2 - c^2) \right] \\ (u^2 - u_-^2)(u^2 - u_+^2) \frac{d \ln v}{dx} &= -\frac{d \ln S}{dx} \left[V_x^2 (u^2 - c^2) + \frac{uc^2 V_x V_y}{v} \right] \\ (V &= H / \sqrt{4\pi\rho} \text{ — альфвеновская скорость}) \end{aligned} \quad (2)$$

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

¹ 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].

