

Равновесные конфигурации плазмы z и θ пинчи

date

1 Простейшие уравнения МГД

В работе подробно выводятся уравнения, описывающие состояние плазмы во внешнем магнитном поле. А также качественно рассматриваются случаи равновесных конфигураций.

Для того, чтобы получить замкнутую систему уравнений, описывающую поведение такого рода объектов, запишем уравнения Максвелла для электромагнитного поля в среде движущейся со скоростью \mathbf{v} .

$$\begin{aligned}\nabla \times \mathbf{E} &= -\frac{1}{c} \frac{\partial \mathbf{B}}{\partial t} \\ \nabla \times \mathbf{B} &= \frac{4\pi}{c} \mathbf{j} = \frac{4\pi\lambda}{c} \left(\mathbf{E} + \frac{1}{c} [\mathbf{v}\mathbf{B}] \right) \\ \nabla \cdot \mathbf{B} &= 0\end{aligned}$$

где λ - проводимость вещества (в нашем случае плазмы).

Выразив \mathbf{E} из второго уравнения, подставим в первое:

$$\frac{\partial \mathbf{B}}{\partial t} - \nabla \times [\mathbf{v} \times \mathbf{B}] = -\frac{c^2}{4\pi} \nabla \times \left(\frac{\text{rot}\mathbf{B}}{\lambda} \right)$$

Из уравнения $\text{div}\mathbf{B} = 0$ получаем:

$$\frac{\partial \mathbf{B}}{\partial t} - \text{rot}[\mathbf{v} \times \mathbf{B}] = \frac{c^2}{4\pi\lambda} \nabla^2 \mathbf{B}$$

Для плазмы имеем $\lambda \rightarrow \infty$, т.к. она является сверхпроводимой. С учетом этого имеем два первых уравнения:

$$\begin{cases} \text{div}\mathbf{B} = 0 \\ \frac{\partial \mathbf{B}}{\partial t} = \text{rot}[\mathbf{v} \times \mathbf{B}] \end{cases} \quad (1)$$

Также из соображений гидродинамики учтем уравнение непрерывности и уравнение движение (Эйлера):

$$\begin{cases} \frac{\partial \rho}{\partial t} + \operatorname{div}(\rho \mathbf{v}) = 0 \\ \rho \left(\frac{\partial \mathbf{v}}{\partial t} + (\mathbf{v} \nabla) \mathbf{v} \right) = -\nabla P + \frac{1}{c} [\mathbf{j} \mathbf{B}] \end{cases} \quad (2)$$

С учетом уравнения состояния $P = P(\rho, T)$, уравнения (1) и (2) образуют замкнутую систему, с помощью которой можно определить состояние плазменного объекта. Стоит также заметить, что написанное выше уравнение Эйлера применимо только при условии малости электрического поля $E \approx \frac{v}{c} B$, т.е. при нерелятивистской скорости движения среды. В противном случае необходимо было бы учесть силу электрического поля $\rho_e E$, где ρ_e - плотность заряда. В этом случае для замыкания системы уравнений необходимо рассмотреть также первое уравнение Максвелла $\operatorname{div} E = 4\pi \rho_e$.

2 Равновесные конфигурации

Рассмотрим идеально проводящую жидкость в постоянном магнитном поле. Для равновесия имеем из (2) и (1):

$$\begin{aligned} \nabla P &= \frac{1}{c} [\mathbf{j} \mathbf{B}] \\ \mathbf{j} &= \frac{c}{4\pi} \operatorname{rot} \mathbf{B} \\ \operatorname{div} \mathbf{B} &= 0 \end{aligned}$$

Умножив скалярно первое из этих уравнений на \mathbf{B} и \mathbf{j} получим:

$$(\mathbf{B} \nabla) P = 0, \quad (\mathbf{j} \nabla) P = 0$$

Смысл этих выражений состоит в том, что получаются равными нулю производные давления вдоль магнитных силовых линий и вдоль линий тока. Т.е. получается, что магнитные силовые линии и линии тока лежат на поверхностях:

$$P(x, y, z) = \text{const}$$

они называются магнитными поверхностями. Каждая магнитная поверхность может быть границей равновесной конфигурации т.к. на каждой из них P можно принять равное нулю.

Следующее условие можно получить из написанных выше уравнений, проинтегрировав по некоторому объему.

$$\int \left(3P + \frac{B^2}{2\pi} \right) dV = \oint \left\{ \left(P + \frac{B^2}{8\pi} \right) \mathbf{r} - \frac{(\mathbf{B} \mathbf{r}) \mathbf{B}}{4\pi} \right\} d\mathbf{f} \quad (3)$$

Это условие на равновесное состояние было получено в совместной работе Чандрасекара и Ферми в 1953 году. Это уравнение позволяет сделать очень важное замечание о равновесной конфигурации. Пусть плазма занимает некий конечный объем, за пределами которого давление $P = 0$. А также пусть за пределами этого объема нет никаких источников поля (проводников с током). Тогда вдали от плазмы поле должно убывать как $\frac{1}{r^3}$, а следовательно правая часть (3) обращается в 0 при интегрировании по бесконечно большой поверхности. Но интеграл от заведомо положительной величины $3P + B^2/8\pi$ не может обращаться в нуль. Следовательно не может существовать ограниченной в пространстве равновесной конфигурации, не поддерживаемой магнитным полем от внешних источников. Очевидно, что при наличии внешних источников правая часть сведется к интегралу по их поверхности и условие может быть удовлетворено.

2.1 Частные случаи Z и θ пинчей

Рассмотрим одну из самых простых моделей - модель плазменного пинча. Рассматривается бесконечный плазменный цилиндр, все параметры в нем зависят лишь от координаты r (в цилиндрических координатах r, φ, z , где z направлена вдоль оси цилиндра). Из уравнений $\text{div}\mathbf{B} = 0$ и $\text{div}\mathbf{j} = 0$ следует, что B_r и j_r равны нулю (иначе они обращались бы в бесконечность при $r \rightarrow \infty$).

Из уравнений Максвелла получаем в цилиндрических координатах:

$$j_\varphi = -\frac{c}{4\pi} \frac{dB_z}{dr}, \quad j_z = \frac{c}{4\pi r} \frac{d}{dr}(rB_\varphi)$$

Проинтегрировав второе выражение найдем:

$$B_\varphi = \frac{2J(r)}{cr}, \quad J(r) = \int_0^r j_z \cdot 2\pi r dr$$

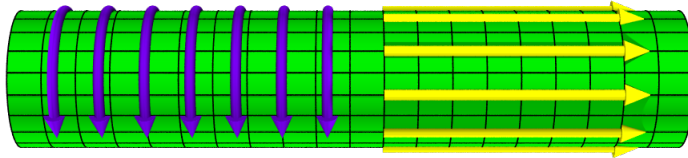
Для производной давления найдем:

$$-\frac{dP}{dr} = \frac{1}{2\pi c^2 r^2} \frac{dJ^2(r)}{dr} + \frac{1}{8\pi} \frac{dB_z^2}{dr}$$

Далее рассмотрим два отдельных случая. В первом будем предполагать $B_z = 0$, $j_\varphi = 0$ (случай z -пинча). Проинтегрировав выражение для градиента давления, получим равновесие в виде:

$$\int_0^a P(r) \cdot 2\pi r dr = \frac{J_a^2}{2c^2}$$

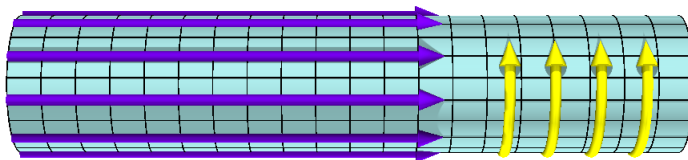
где $J(a)$ - полный ток вдоль шнура. Удержание равновесной конфигурации плазмы осуществляется полем продольного тока.



Во втором случае рассмотрим т.н. θ -пинч, когда $B_\varphi = 0$, $j_z = 0$. Тогда получим:

$$P + \frac{B_z^2}{8\pi} = \frac{B_o^2}{8\pi}$$

где B_o - продольное магнитное поле вне шнура. Удержание плазмы осуществляется здесь внешним продольным полем.



Особый интерес для изучения представляют z -пинч эффекты, которые используются при удержании плазмы в ТоКамАках и является одной из основных причин стабильности космических струйных выбросов или т.н. галактических джетов, где как раз наблюдается противоположный (неклассический) случай, а именно, ультрарелятивистское движение частиц среды.

Список литературы

- [1] Л. Д. Ландау, Е. М. Лифшиц, *Электродинамика сплошных сред*. — М.:Наука., 1982.
- [2] Дж. Джексон, *Классическая электродинамика*. — М.: Мир, 1965.