

基礎宇宙物理学 II : 電磁流体力学 レポート 5

この授業に関するページ : <http://www.kwasan.kyoto-u.ac.jp/~tamazawa/lecture/astrophysics2.html>

1. MHD 方程式のうち、Maxwell 方程式に関するものは次の 4 つである。

$$\nabla \cdot \mathbf{E} = 4\pi\rho_e \quad (1)$$

$$\nabla \cdot \mathbf{B} = 0 \quad (2)$$

$$\nabla \times \mathbf{E} = -\frac{1}{c} \frac{\partial \mathbf{B}}{\partial t} \quad (3)$$

$$\nabla \times \mathbf{B} = \frac{4\pi}{c} \mathbf{j} + \frac{1}{c} \frac{\partial \mathbf{E}}{\partial t} \quad (4)$$

式 3、4 の divergence をとることにより、式 1、2 は初期に条件を満たせば不要である (制限方程式である) ことを示せ。必要であれば電荷保存の式を使え。

2. 熱力学第一法則 5、およびジュール加熱の式 6 から、ジュール加熱を考慮したエネルギーの式 7 を導け。

$$\frac{dQ}{dt} = \frac{dU}{dt} + p \frac{dV}{dt} \quad (5)$$

$$\rho \frac{dQ}{dt} = \eta j^2 \quad (6)$$

$$\frac{\rho^\gamma}{\gamma-1} \frac{d}{dt} (p\rho^{-\gamma}) = \eta j^2 \quad (7)$$

ここで、 U 、 V はそれぞれ単位質量あたりの内部エネルギー 8 及び体積 9 である。式 7 は単位体積、単位時間あたりのエネルギー変化であり、式 5 は単位質量、単位時間あたりのエネルギー変化であることに注意。

$$U = \frac{1}{\gamma-1} \frac{p}{\rho} \quad (8)$$

$$V = \frac{1}{\rho} \quad (9)$$

3. Navier-Stokes 方程式は非圧縮 ($\rho = \text{const}$) および $\nu = \text{const}$ のとき、

$$\frac{d\mathbf{v}}{dt} + (\mathbf{v} \cdot \nabla)\mathbf{v} = -\frac{1}{\rho} \nabla p + \nu \nabla^2 \mathbf{v} \quad (10)$$

である。このとき、渦度 (vorticity) $\boldsymbol{\Omega} = \nabla \times \mathbf{v}$ は

$$\frac{d\boldsymbol{\Omega}}{dt} = \nabla \times (\mathbf{v} \times \boldsymbol{\Omega}) + \nu \nabla^2 \boldsymbol{\Omega} \quad (11)$$

となることを示せ。これより、Helmholtz の渦定理 (Helmholtz's vortex theorem) 12 が導出される。Alfvén の凍結定理 (Alfvén's frozen theorem) 13 および誘導方程式 (induction equation) 14 との類似性がある。

$$\frac{d}{dt} \int \boldsymbol{\Omega} \cdot \mathbf{S} = 0 \quad (12)$$

$$\frac{d}{dt} \int \mathbf{B} \cdot \mathbf{S} = 0 \quad (13)$$

$$\frac{\partial \mathbf{B}}{\partial t} = \nabla \times (\mathbf{v} \times \mathbf{B}) + \eta_D \nabla^2 \mathbf{B} \quad (14)$$