



BLUE BOOK

학 과	원자핵공학과
이 름	조 증갑
학 번	2007-11978
과 목	핵융합기초
날 짜	10.18 (월)

(Handwritten red signature)
96

※ 학칙을 위반하거나 학생의 본분에 어긋난 행위를 하였을 때에는 징계될 수 있습니다.

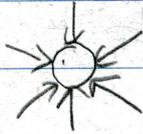
7 Pages

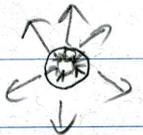
**College of Engineering
Seoul National University**

1. a) PP (proton-proton) chain, CNO cycle

b) 우선 연료를 하나인 중수소의 경우 많은 양을 쉽게 구할 수 있다. 그리고 핵융합 반응 단면적이 낮은 온도에서 가장 높기 때문에 1st generation으로 기대되고 있다.

c) 산란반응 단면적이 핵융합 반응 단면적보다 약 100배 이상 크기 때문에 beam-target 충돌로는 핵융합을 일으키기도 어렵고, 얻을 수 있는 에너지 이득도 작기 때문이다.

2. a)  레이저나 이온빔으로 핵연료가 들어있는 작은 pellet을 고진공에서 에너지를 가한다.

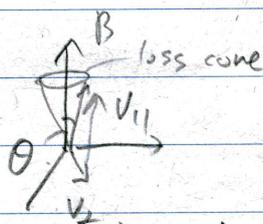
2)  연료 바깥쪽이 가열되고 팽창하면서 광압에 의해 대략 연료들이 압출된다.

3) 바깥 시공간에 압출이 되고 반응을 일으키기 충분한 온도로 가열되면 핵융합 반응이 일어나게 된다.

b) 압출과 가열의 과정을 다는 방법.

3. a) $E = \frac{1}{2} m v_{||}^2 + \frac{1}{2} m v_{\perp}^2 \leq 0 + MB$ $\frac{1}{2} \frac{v_{\perp}^2}{v_{||}^2}$

$\frac{v_{||, \max}^2}{v_{||, \min}^2} \leq \frac{v_{\perp, \max}^2}{v_{\perp, \min}^2} - 1 = \frac{B_{\max}}{B_{\min}} - 1$



$\frac{v_{\perp}}{v_{||}} = \tan \theta$

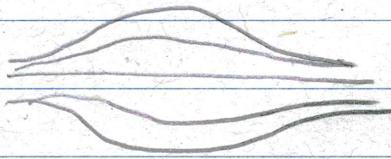
$\frac{v_{||}^2}{v_{\perp}^2} = \frac{\cos^2 \theta}{\sin^2 \theta} = \frac{1 - \sin^2 \theta}{\sin^2 \theta} = \frac{1}{\sin^2 \theta} - 1$

$\frac{1}{\sin^2 \theta} \leq \frac{B_{\max}}{B_{\min}}$

$\sin \theta \geq \sqrt{\frac{B_{\min}}{B_{\max}}} = A$

B_{\max} = mirror 가장자리의 가장 큰 자기장
 B_{\min} = mid-plane에서의 가장 약한 자기장

b) i) flute-type instability.



mirror 에서 자기장 분포를 보면 가운데 부분이
얇은 부분이 있다. 이로부터 이온과
전자들이 curvature drift 에 의해

자기장을 형성하고 $\mathbf{E} \times \mathbf{B}$ drift 를 일으켜 바깥쪽으로 밀려나게
된다.

ii) velocity space (loss cone) instability

입자들이 충돌에 의해 loss cone 영역으로 들어가 손실되면서
Maxwellian 분포에서 점점 벗어나게 된다.

이러한 불안정성을 완화하기 위한 방법 (minimum B) 으로 다음과
같은 것이 있다.



$$4. (1) \quad M n \frac{d\vec{u}_i}{dt} + m n \frac{d\vec{u}_e}{dt} = e n (\vec{u}_i \times \vec{B} - \vec{u}_e \times \vec{B}) - \nabla(P_i + P_e)$$

$$(N_e \approx N_i = N, \quad \vec{R}_{ie} + \vec{R}_{ei} = 0 \text{ momentum 주고 받으므로 양은 } 0)$$

$$\text{우변} \Rightarrow -e n (\vec{u}_e - \vec{u}_i) \times \vec{B} = \vec{j} \times \vec{B}$$

$$-\nabla(P_i + P_e) = -\nabla P$$

$$\text{좌변} \Rightarrow \vec{V} = \frac{N_i M \vec{u}_i + N_e m \vec{u}_e}{e} = \frac{M \vec{u}_i + m \vec{u}_e}{m + M} \approx \vec{u}_i + \frac{m}{M} \vec{u}_e$$

$$(M \gg m)$$

$$e \approx (m + M) n \approx M n$$

$$\text{좌변} \Rightarrow M n \left(\frac{d\vec{u}_i}{dt} + \frac{m}{M} \frac{d\vec{u}_e}{dt} \right) = M n \frac{d}{dt} \left(\vec{u}_i + \frac{m}{M} \vec{u}_e \right) = e \frac{d\vec{V}}{dt}$$

$$\therefore e \frac{d\vec{V}}{dt} = \vec{j} \times \vec{B} - \nabla P$$

$$m n_e \frac{d\vec{u}_e}{dt} = -e n_e (\vec{E} + \vec{u}_e \times \vec{B}) - \nabla P_e + \vec{R}_{ei}$$

slow variation 조건하에 전자 inertia term 무시

$$(\nabla \sim \frac{1}{L} \ll \frac{1}{r_L}, \quad \frac{\partial}{\partial t} \sim \omega \ll \Omega_i)$$

$$\vec{R}_{ei} = -m n_e \cdot \frac{n_e e^2}{m_e} \eta (\vec{u}_e - \vec{u}_i) \equiv \underline{\mu_0 n_e e \eta \vec{J}}$$

$$\vec{u}_e \approx \vec{V} - \frac{\vec{J}}{n_e e}$$

$$0 = -e n_e (\vec{E} + \vec{V} \times \vec{B} - \frac{\vec{J}}{n_e e} \times \vec{B}) - \nabla P_e + \mu_0 n_e e \eta \vec{J}$$

$$\vec{E} + \vec{V} \times \vec{B} = \eta \vec{J} + \frac{\vec{J} \times \vec{B} - \nabla P}{n_e e}$$

이런 전자보다 질량이 매우
커서 같은 시간동안 전자의
비해 거의 움직이지 못한다.

전자의 inertia term 을 무시하면 $\frac{d\vec{V}}{dt} \rightarrow 0$ ($\vec{V} = \vec{u}_i + \frac{m}{M} \vec{u}_e$)

eqs of motion 에서 $0 = \vec{J} \times \vec{B} - \nabla P$

$$\vec{J} \times \vec{B} = \nabla P$$

$$\therefore \underline{\vec{E} + \vec{V} \times \vec{B} = \eta \vec{J}}$$

ideal MHD model에서는 플라즈마가 $\eta=0$ 인 이상적인 도체로

생각하므로 $\underline{\vec{E} + \vec{V} \times \vec{B} = 0}$

$$(2) \begin{cases} \vec{J} \times \vec{B} = \nabla P \\ \nabla \cdot \vec{B} = 0 \\ \nabla \times \vec{B} = \mu_0 \vec{J} \end{cases}$$

$$r \vec{A} = \frac{1}{r} \begin{vmatrix} a_r & a_\phi & a_z \\ \frac{\partial}{\partial r} & \frac{\partial}{\partial \phi} & \frac{\partial}{\partial z} \\ A_r & A_\phi & A_z \end{vmatrix}$$

$$(3) \vec{B} = B(r) \hat{\theta}, \quad \vec{J} = \bar{J}_z \hat{z}$$

$$\nabla \cdot \vec{B} = 0$$

$$\nabla \times \vec{B} = \mu_0 \vec{J} \rightarrow \frac{1}{r} \frac{\partial}{\partial r} (r B(r)) = \mu_0 \bar{J}_z$$

$$\frac{\partial}{\partial r} \left(\frac{\mu_0 I_0}{2\pi} \frac{r^2}{r^2 + r_0^2} \right) = \mu_0 \bar{J}_z r \quad (r \leq r_0)$$

$$\frac{\mu_0 I_0}{2\pi} \frac{2r(r^2 + r_0^2) - r^2 \cdot 2r}{(r^2 + r_0^2)^2} = \frac{\mu_0 I_0}{2\pi} \frac{2r_0^2 r}{(r^2 + r_0^2)^2} = \mu_0 \bar{J}_z r$$

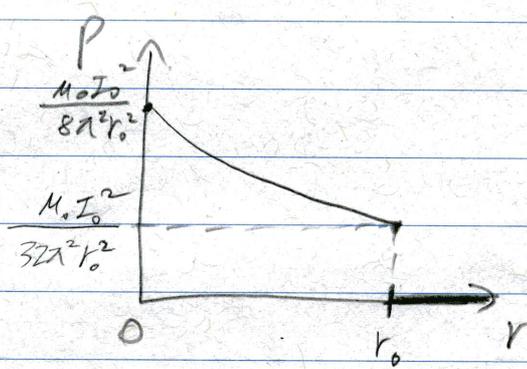
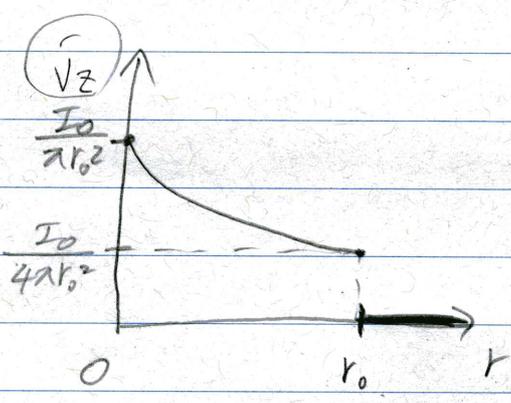
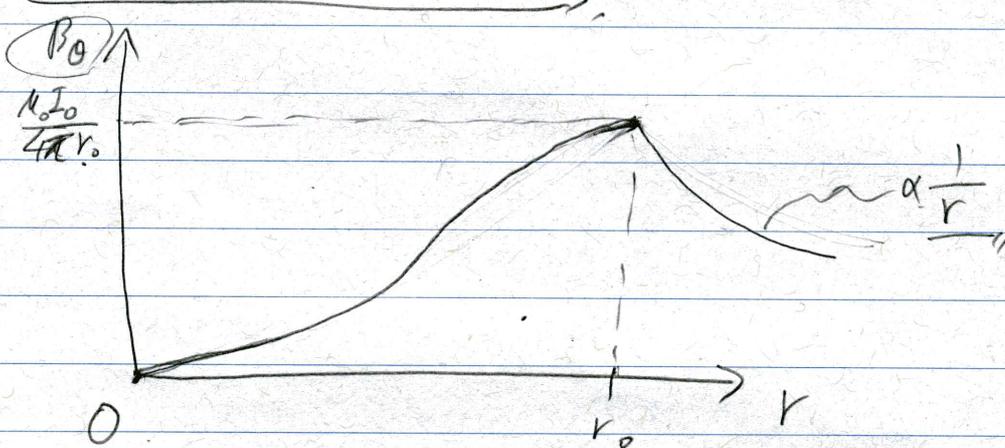
$$\frac{2r^3 - 2r^3}{2r r_0^2}$$

$$\vec{J}_z = \frac{I_0 r_0^2}{\pi} \frac{1}{(r^2 + r_0^2)^2} \quad (r \leq r_0)$$

$$\vec{J} \times \vec{B} = \nabla P \quad \vec{J}_z B_\theta = -\frac{\partial P}{\partial r}$$

$$\frac{\partial P}{\partial r} = -\frac{\mu_0 I_0^2 r_0^2}{2\pi^2} \frac{r}{(r^2 + r_0^2)^3}$$

$$P = \frac{\mu_0 I_0^2 r_0^2}{8\pi^2} \frac{1}{(r^2 + r_0^2)^2} \quad (r \leq r_0)$$

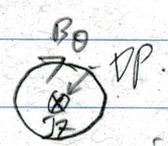


$$(4) \quad \frac{1}{\mu_0} (\nabla \times \vec{B}) \times \vec{B} = \frac{1}{\mu_0} (\vec{B} \cdot \nabla \vec{B} - \nabla (\frac{B^2}{2})) = \nabla P$$

assuming straight and parallel magnetic field line.

$$\nabla \left(\frac{B^2}{2\mu_0} + P \right) = 0$$

magnetic pressure $\frac{B^2}{2\mu_0}$ and kinetic pressure P are balanced.



$\vec{J}_z \times \vec{B}_\theta \rightarrow -\nabla$ inward force
 $-\nabla P \rightarrow \nabla$ outward force