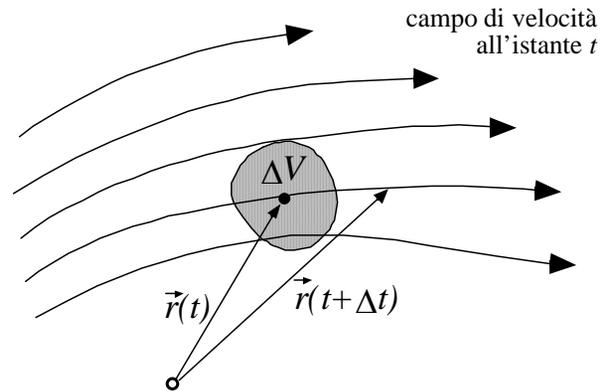


Equazione costitutiva del plasma freddo



$$m_e \frac{d}{dt} \vec{U}(\vec{r}, t) = \underbrace{-q_e \left(\vec{\mathcal{E}}(\vec{r}, t) + \vec{U}(\vec{r}, t) \times \vec{\mathcal{B}}_{tot}(\vec{r}, t) \right)}_{\text{forza di Lorentz}} - \underbrace{k \vec{U}(\vec{r}, t)}_{\text{forza d'attrito}}$$

$$\vec{\mathcal{J}}(\vec{r}, t) = -q_e N_e(\vec{r}, t) \vec{U}(\vec{r}, t)$$

m_e	massa dell'elettrone ($0.911 \cdot 10^{-30}$ Kg)
$\vec{U}(\vec{r}, t)$	campo di velocità degli elettroni
q_e	carica dell'elettrone ($1.60 \cdot 10^{-19}$ C)
$\vec{\mathcal{E}}(\vec{r}, t)$	campo elettrico a radiofrequenza
$\vec{\mathcal{B}}_{tot}(\vec{r}, t) = \vec{\mathcal{B}}(\vec{r}, t) + \vec{B}_0(\vec{r})$	induzione magnetica totale
$\vec{\mathcal{B}}(\vec{r}, t)$	induzione magnetica a radiofrequenza
$\vec{B}_0(\vec{r})$	induzione magnetica terrestre ($\approx 5 \cdot 10^{-4}$ T)
k	coefficiente d'attrito
$\vec{\mathcal{J}}(\vec{r}, t)$	densità di corrente
$N_e(\vec{r}, t)$	concentrazione elettronica

T : Tesla = Wb / m² = 10⁴ Gauss

trascurando tutti i termini non lineari, (questo è possibile se si ammette che tutti i campi dipendenti dal tempo siano sufficientemente piccoli da costituire una piccola perturbazione dello stato di equilibrio) si ottiene:

$$\frac{\partial}{\partial t} \vec{J}(\vec{r}, t) + \nu \vec{J}(\vec{r}, t) + \omega_c \vec{J}(\vec{r}, t) \times \vec{u}_0 = \epsilon_0 \omega_p^2 \vec{E}(\vec{r}, t)$$

dove

$$\begin{aligned} \omega_p &= \sqrt{\frac{q_e^2 N_e}{m_e \epsilon_0}} && \text{pulsazione di plasma} \\ \omega_c &= \frac{q_e |\vec{B}_0|}{m_e} && \text{pulsazione ciclotronica} \\ \vec{u}_0 &= \frac{\vec{B}_0}{|\vec{B}_0|} && \text{versore nella direzione del} \\ &&& \text{campo magnetico terrestre} \\ \nu &= \frac{k}{m_e} && \text{frequenza di collisione} \end{aligned}$$

$$f_p = \frac{\omega_p}{2\pi} \approx 8.97 \sqrt{N_e} \quad [\text{Hz}] \quad (N_e [\text{m}^{-3}])$$

$$f_c = \frac{\omega_c}{2\pi} \approx 2.80 \cdot 10^{10} |\vec{B}_0| \quad [\text{Hz}] \quad (\vec{B}_0 [\text{T}])$$

nella bassa atmosfera terrestre $f_c \approx 1.4 \text{ MHz}$

in regime sinusoidale, assumendo $\vec{u}_0 = \vec{u}_z$ si ha

$$\begin{vmatrix} \nu + j\omega & \omega_c & 0 \\ -\omega_c & \nu + j\omega & 0 \\ 0 & 0 & \nu + j\omega \end{vmatrix} \begin{vmatrix} J_x \\ J_y \\ J_z \end{vmatrix} = \epsilon_0 \omega_p^2 \begin{vmatrix} E_x \\ E_y \\ E_z \end{vmatrix}$$

invertendo la matrice, si trova l'espressione esplicita

$$\vec{J} = \vec{\sigma} \cdot \vec{E}$$

$$\vec{\sigma} = \epsilon_0 \omega_p^2 \begin{vmatrix} \frac{\nu + j\omega}{(\nu + j\omega)^2 + \omega_c^2} & \frac{-\omega_c}{(\nu + j\omega)^2 + \omega_c^2} & 0 \\ \frac{\omega_c}{(\nu + j\omega)^2 + \omega_c^2} & \frac{\nu + j\omega}{(\nu + j\omega)^2 + \omega_c^2} & 0 \\ 0 & 0 & \frac{1}{\nu + j\omega} \end{vmatrix}$$

Costante dielettrica efficace del plasma

dai risultati precedenti si può anche porre

$$j \omega \epsilon_0 \vec{E} + \vec{J} = j \omega \epsilon_0 \vec{\epsilon} \cdot \vec{E}$$

$$\vec{\epsilon} = \begin{vmatrix} \epsilon_{\perp} & -j \epsilon_g & 0 \\ j \epsilon_g & \epsilon_{\perp} & 0 \\ 0 & 0 & \epsilon_{\parallel} \end{vmatrix}$$

$$\epsilon_{\perp} = 1 - \frac{\omega_p^2 (\omega - j\nu)}{\omega ((\omega - j\nu)^2 - \omega_c^2)}$$

$$\epsilon_g = \frac{\omega_p^2 \omega_c}{\omega ((\omega - j\nu)^2 - \omega_c^2)}$$

$$\epsilon_{\parallel} = 1 - \frac{\omega_p^2}{\omega (\omega - j\nu)}$$

$$\vec{\epsilon} = \epsilon_{\perp} (\vec{u}_x \vec{u}_x + \vec{u}_y \vec{u}_y) + j \epsilon_g (\vec{u}_y \vec{u}_x - \vec{u}_x \vec{u}_y) + \epsilon_{\parallel} \vec{u}_z \vec{u}_z$$

Onde piane nel plasma

assumendo per il campo elettrico l'espressione generica di un'onda piana, si ha:

$$\vec{E} = \vec{E}_0 e^{-j \vec{\beta} \cdot \vec{r}}$$

$$\vec{B} = \vec{B}_0 e^{-j \vec{\beta} \cdot \vec{r}}$$

le equazioni del campo impongono

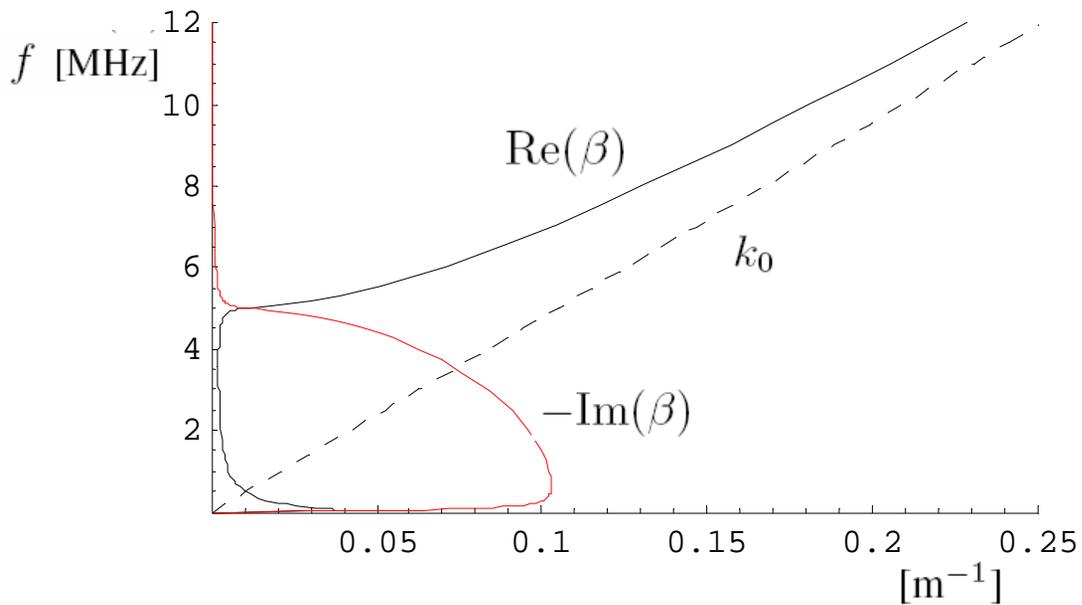
$$\begin{aligned} \nabla \times \vec{E} &= -j \omega \vec{B} & \implies & \vec{\beta} \times \vec{E} = \omega \vec{B} \\ \nabla \times \vec{B} &= j \omega \mu_0 \epsilon_0 \vec{\epsilon} \cdot \vec{E} & \implies & \beta^2 \vec{E} - \vec{\beta} \vec{\beta} \cdot \vec{E} - k_0^2 \vec{\epsilon} \cdot \vec{E} = 0 \\ \nabla \cdot \vec{D} &= 0 & \implies & \vec{\beta} \cdot \vec{\epsilon} \cdot \vec{E} = 0 \\ \nabla \cdot \vec{B} &= 0 & \implies & \vec{\beta} \cdot \vec{B} = 0 \quad \text{onde TM} \\ \beta^2 &= \vec{\beta} \cdot \vec{\beta} & k_0^2 &= \omega^2 \epsilon_0 \mu_0 \end{aligned}$$

la soluzione generale del problema comporta di determinare le soluzioni del sistema omogeneo:

$$\begin{vmatrix} \beta_y^2 + \beta_z^2 - k_0^2 \epsilon_{\perp} & -\beta_x \beta_y + j k_0^2 \epsilon_g & -\beta_x \beta_z \\ -\beta_x \beta_y - j k_0^2 \epsilon_g & \beta_x^2 + \beta_z^2 - k_0^2 \epsilon_{\perp} & -\beta_y \beta_z \\ -\beta_x \beta_z & -\beta_y \beta_z & \beta_x^2 + \beta_y^2 - k_0^2 \epsilon_{\parallel} \end{vmatrix} \begin{vmatrix} E_x \\ E_y \\ E_z \end{vmatrix} = 0$$

Dispersione nel plasma isotropo

$$\beta = \frac{\omega}{c} \sqrt{1 - \frac{\omega_p^2}{\omega(\omega - j\nu)}}$$



$$\omega_p = 2\pi \cdot 5.0 \cdot 10^6 \text{ rad/s}$$

$$\omega_c = 0$$

$$\nu = 2\pi \cdot 10^5 \text{ rad/s}$$

Propagazione nella direzione di \mathbf{B}_0

ponendo nel sistema generale $\beta_x = \beta_y = 0$ $\beta = \beta_z$
si trova l'equazione omogenea

$$\begin{vmatrix} \beta^2 - k_0^2 \epsilon_{\perp} & j k_0^2 \epsilon_g & 0 \\ -j k_0^2 \epsilon_g & \beta^2 - k_0^2 \epsilon_{\perp} & 0 \\ 0 & 0 & -k_0^2 \epsilon_{\parallel} \end{vmatrix} \begin{vmatrix} E_x \\ E_y \\ E_z \end{vmatrix} = 0$$

che ammette le due soluzioni indipendenti

$$\beta_o = \pm k_0 \sqrt{\epsilon_{\perp} + \epsilon_g} \quad E_y = j E_x \quad E_z = 0$$

onda ordinaria

$$\beta_e = \pm k_0 \sqrt{\epsilon_{\perp} - \epsilon_g} \quad E_y = -j E_x \quad E_z = 0$$

onda straordinaria

le due soluzioni rappresentano onde TEM polarizzate
circolarmente in versi opposti

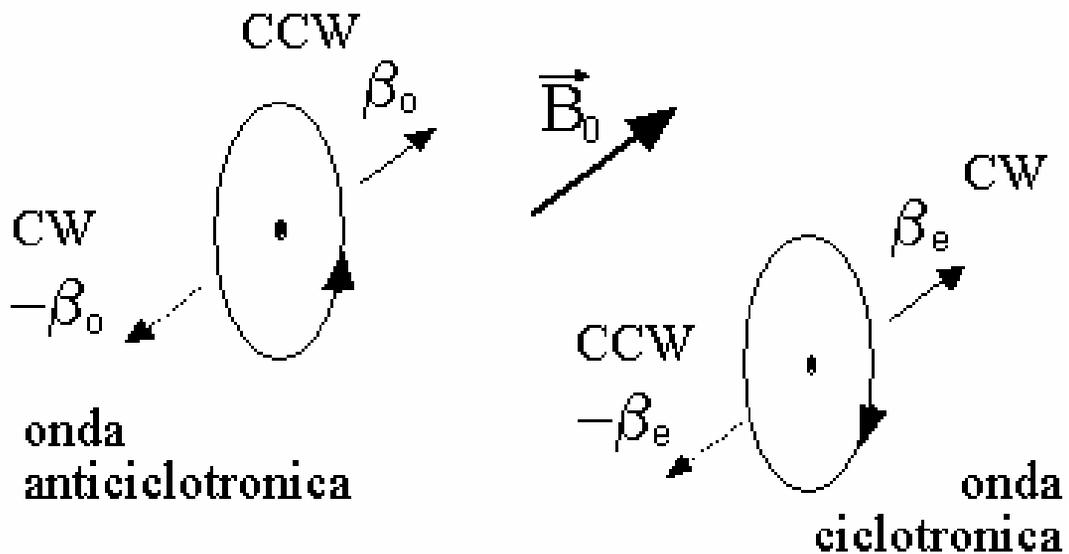
Propagazione nella direzione di \mathbf{B}_0

onda ordinaria o anticiclotronica

$$\beta_o = \frac{\omega}{c} \sqrt{1 - \frac{\omega_p^2}{\omega(\omega - j\nu + \omega_c)}}$$

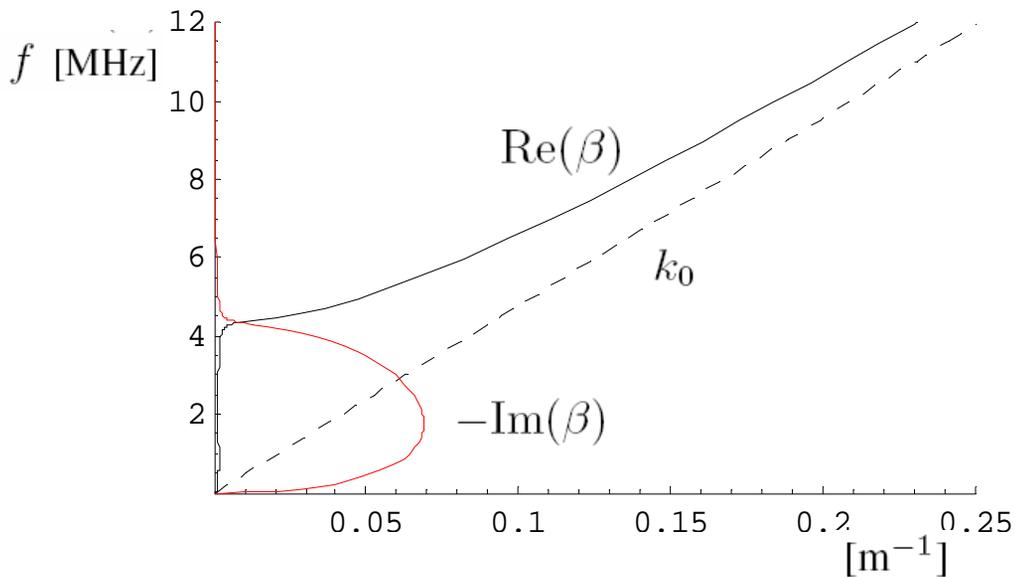
onda straordinaria o ciclotronica

$$\beta_e = \frac{\omega}{c} \sqrt{1 - \frac{\omega_p^2}{\omega(\omega - j\nu - \omega_c)}}$$

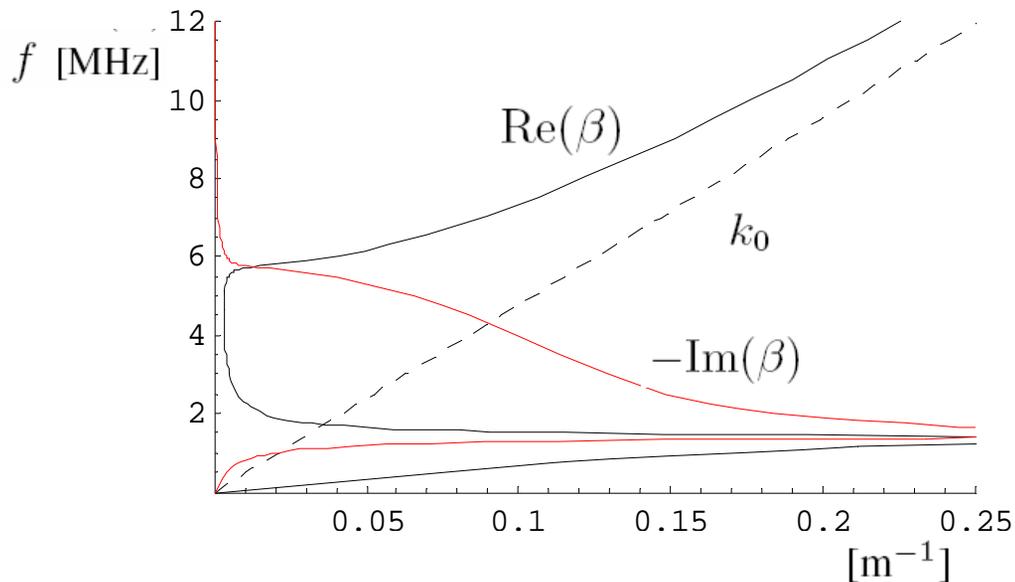


Propagazione nella direzione di B_0

onda ordinaria



onda straordinaria



$$\omega_p = 2\pi \cdot 5.0 \cdot 10^6 \text{ rad/s}$$

$$\omega_c = 2\pi \cdot 1.4 \cdot 10^6 \text{ rad/s}$$

$$\nu = 2\pi \cdot 10^5 \text{ rad/s}$$

Effetto Faraday

La soluzione generale nel caso di propagazione parallela alla direzione del campo magnetico è data dalla sovrapposizione delle due onde ordinaria e straordinaria:

$$\vec{E}(z) = E_o (\vec{u}_x + j \vec{u}_y) e^{-j\beta_o z} + E_e (\vec{u}_x - j \vec{u}_y) e^{-j\beta_e z}$$

supponiamo che nella sezione $z = 0$ il campo sia polarizzato linearmente, ad esempio nella direzione x:

$$\vec{E}(0) \cdot \vec{u}_y = 0 \implies E_o = E_e$$

pertanto il campo risulta:

$$\begin{aligned} \vec{E}(z) &= E_o e^{-j \frac{(\beta_o + \beta_e)z}{2}} \left[(\vec{u}_x + j \vec{u}_y) e^{-j \frac{(\beta_o - \beta_e)z}{2}} + (\vec{u}_x - j \vec{u}_y) e^{j \frac{(\beta_o - \beta_e)z}{2}} \right] \\ &= 2 E_o e^{-j \frac{(\beta_o + \beta_e)z}{2}} \left[\vec{u}_x \cos \frac{(\beta_o - \beta_e)z}{2} + \vec{u}_y \sin \frac{(\beta_o - \beta_e)z}{2} \right] \end{aligned}$$

evidentemente il campo è polarizzato linearmente ovunque, ma la direzione di polarizzazione nella generica sezione z risulta ruotata, rispetto alla direzione di polarizzazione in $z = 0$ dell'angolo

$$\theta = \frac{(\beta_o - \beta_e)z}{2}$$

è pure evidente che il campo polarizzato linearmente si propaga con costante di fase pari alla media delle costanti di fase dell'onda ordinaria e straordinaria.

Propagazione in direzione perpendicolare a \mathbf{B}_0

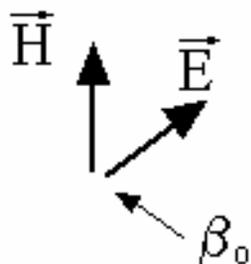
onda ordinaria

$$\beta_o = \frac{\omega}{c} \sqrt{1 - \frac{\omega_p^2}{\omega(\omega - j\nu)}}$$

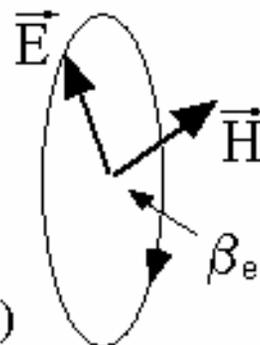
onda straordinaria

$$\beta_e = \frac{\omega}{c} \sqrt{1 - \frac{\frac{\omega_p^2}{\omega(\omega - j\nu)}}{1 - \frac{\omega \omega_c^2}{(\omega - j\nu)(\omega(\omega - j\nu) - \omega_p^2)}}$$

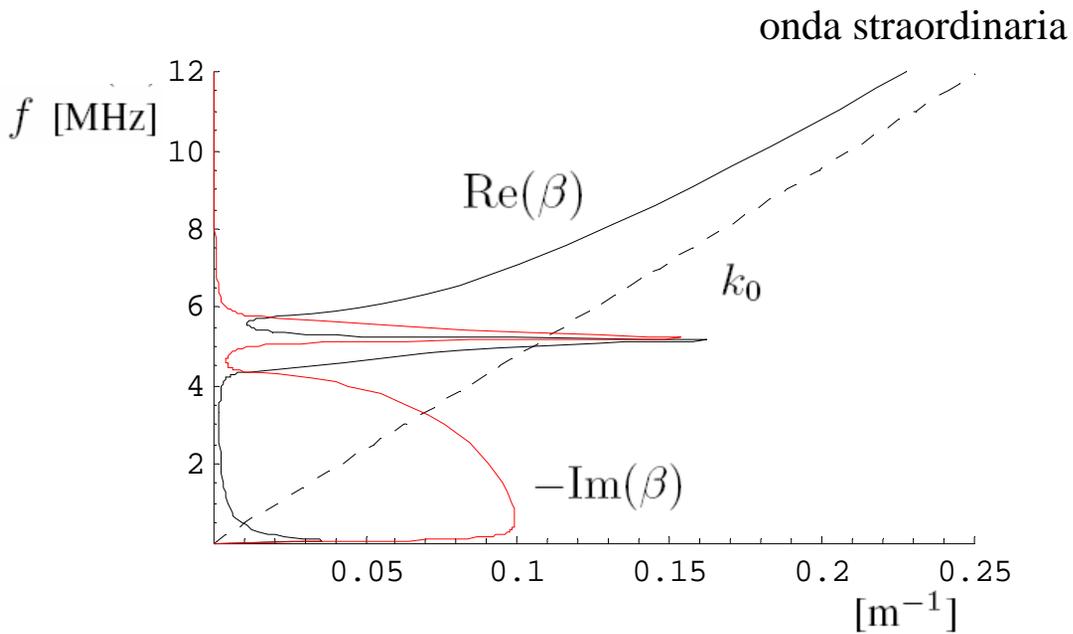
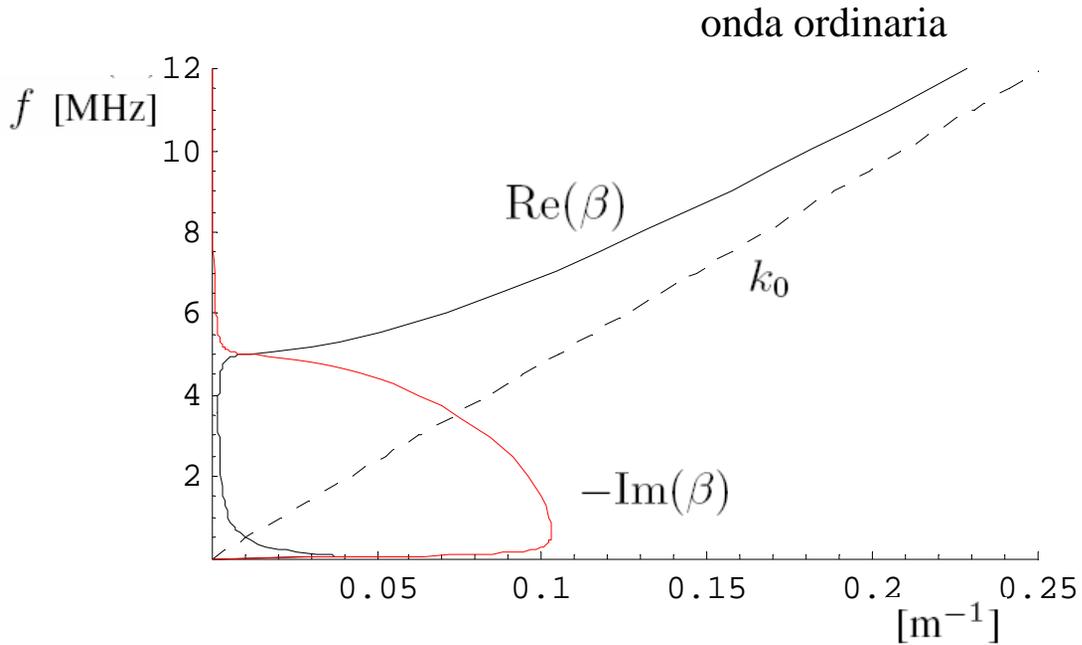
onda ordinaria (TEM)



onda straordinaria (TM)



Propagazione in direzione perpendicolare a B_0



$$\omega_p = 2\pi \cdot 5.0 \cdot 10^6 \text{ rad/s}$$

$$\omega_c = 2\pi \cdot 1.4 \cdot 10^6 \text{ rad/s}$$

$$\nu = 2\pi \cdot 10^5 \text{ rad/s}$$

Propagazione in direzione generica

onda ordinaria

$$\beta_o = \frac{\omega}{c} \sqrt{1 - \frac{X}{1 - \frac{Y_T^2}{2(1-X)} + \sqrt{\frac{Y_T^4}{4(1-X)^2} + Y_L^2}}}$$

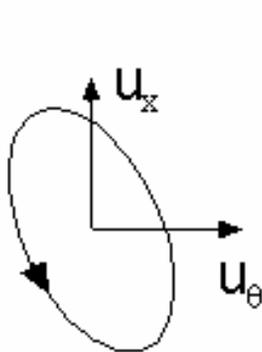
onda straordinaria

$$\beta_e = \frac{\omega}{c} \sqrt{1 - \frac{X}{1 - \frac{Y_T^2}{2(1-X)} - \sqrt{\frac{Y_T^4}{4(1-X)^2} + Y_L^2}}}$$

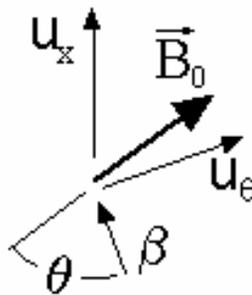
$$X = \frac{\omega_p^2}{\omega(\omega - j\nu)}$$

$$Y_T = \frac{\omega_c \sin \theta}{\omega - j\nu}$$

$$Y_L = \frac{\omega_c \cos \theta}{\omega - j\nu}$$



onda ordinaria (TM)



onda straordinaria (TM)

Propagazione in direzione generica

$$\omega_p = 2\pi \cdot 5.0 \cdot 10^6 \text{ rad/s}$$

$$\omega_c = 0$$

$$\nu = 2\pi \cdot 10^5 \text{ rad/s}$$

$$\theta = \pi/3$$

