

EFFET CERENKOV

[EC1]

dans un dielectrique $\vec{D} = \epsilon_0 \hat{\epsilon}_r \vec{E}$ on met un 1 sur ϵ_0 , car c'est un opérateur. Il agit de telle sorte que pour une fct $f(t)$ on a :

$$[\hat{\epsilon}_r f]_w = \epsilon_r(\omega) f_w \quad \text{où } f_w = \int dt f(t) e^{i\omega t}$$

Dans $\hat{\epsilon}_r$ est une convolution temporelle, elle commute avec ∂_t et \vec{V} .
Dans le milieu les eqs. de Maxwell sont :

$$\vec{\nabla}_A \vec{B} = \mu_0 \vec{J} + \mu_0 \epsilon_0 \hat{\epsilon}_r \partial_t \vec{E} \quad \vec{\nabla} \cdot \hat{\epsilon}_r \vec{E} = S/\epsilon_0 \quad \vec{\nabla} \cdot \vec{B} = 0 \quad \vec{\nabla} \cdot \vec{E} = -\partial_t \vec{B}$$

en écrit donc toujours $\vec{E} = -\vec{\nabla} \phi - \partial_t \vec{A}$ et $\vec{B} = \vec{\nabla}_A \vec{A}$ et on impose la

gauge de Lorentz généralisée = $O = \frac{\hat{\epsilon}_r}{c^2} \partial_t \phi + \vec{\nabla} \cdot \vec{A}$

on fait des TF temporelles, et en fait des potentiels l'eq de Maxwell-Ampère s'écrit :

$$\underbrace{\vec{\nabla}_A (\vec{\nabla}_A \vec{A}_w)}_{\vec{\nabla}(\vec{\nabla} \cdot \vec{A}_w) - \vec{\nabla}^2 \vec{A}_w} = \mu_0 \vec{J}_w - \frac{i\omega}{c^2} \epsilon_r(\omega) [-\vec{\nabla} \phi_w + i\omega \vec{A}_w]$$

$$O = -i\omega \frac{\epsilon_r(\omega)}{c^2} \phi_w + \vec{\nabla} \cdot \vec{A}_w$$

La condition de gauge s'écrit donc le gradient de déviance \vec{A}_w ci-dessus s'écrit $+i\omega \frac{\epsilon_r(\omega)}{c^2} \vec{\nabla} \phi_w$ et annule un terme identique du membre de droite. Il vient donc

$$\left[-\frac{\omega^2}{c^2} \epsilon_r(\omega) - \vec{\nabla}^2 \right] \vec{A}_w(\vec{r}) = \mu_0 \vec{J}_w(\vec{r})$$

la solution de cette équation est $\vec{A}_w(\vec{r}) = \frac{\mu_0}{4\pi} \int d\vec{r}' \frac{e^{i\vec{k}(\omega) \cdot \vec{r} - \vec{r}'}}{|\vec{r} - \vec{r}'|}$
où $k(\omega) \stackrel{\text{def}}{=} \frac{\omega}{c} \sqrt{\epsilon_r(\omega)}$

démonstration - on fait un TF spatiale :

$$\vec{A}_w(\vec{r}) = \int \frac{d^3 q}{(2\pi)^3} \vec{A}_w(\vec{q}) e^{i\vec{q} \cdot \vec{r}} \quad \text{alors } \vec{A}_w(\vec{q}) = \mu_0 \frac{\vec{J}_w(\vec{q})}{q^2 - k^2(\omega)}$$

on reporte dans l'expression de $\tilde{A}_w(\vec{r})$ en écrivant

$$\tilde{J}_w(q) = \int d\vec{r}' \tilde{J}_w(\vec{r}') e^{i\vec{q} \cdot \vec{r}'} \text{ cela donne}$$

$$\tilde{A}_w(\vec{r}) = \mu_0 \int d\vec{r}' \tilde{J}_w(\vec{r}') \int \frac{dq^3}{(2\pi)^3} \frac{e^{i\vec{q} \cdot (\vec{r}-\vec{r}')}}{q^2 - k^2(w)}$$

→ intégrale calculée dans les rappels maths des poly- On

ne garde que la réponse causale (ce retardée)

$$\frac{e^{ik(w)|\vec{r}-\vec{r}'|}}{4\pi |\vec{r}-\vec{r}'|}$$

d'où le résultat

en se placant dans la zone de rayonnement on peut écrire :

$$\vec{B}_w = i\vec{k}(w) \times \tilde{A}_w(\vec{r}) \quad \vec{E}_w(\vec{r}) = \frac{c}{\sqrt{\epsilon_r(w)}} \vec{B}_w(\vec{r}) \perp \vec{r}$$

$$\text{et } \tilde{A}_w(\vec{r}) = \frac{\mu_0}{4\pi} \frac{e^{ik(w)\vec{r}}}{\vec{r}} \int d\vec{r}' \exp[-i\vec{k}(w) \cdot \vec{r}'] \tilde{J}_w(\vec{r}') \text{ où } \vec{k}(w) = \frac{w}{c} \sqrt{\epsilon_r(w)} \vec{r}$$

[↑] pas besoin de tout démontrer - il suffit de s'assurer que dans la zone de rayonner $\vec{\nabla} \equiv i\vec{k}(w)$ d'où la formule pour $\vec{B}_w(\vec{r})$

$$\text{on a } \vec{E}(\vec{r}, t) = -\vec{\nabla}\phi - \partial_t \vec{A} \rightarrow \vec{E}_w = -i\phi_w \vec{k}(w) + i\vec{A}_w \times \vec{w}$$

$$\text{et la condition de jauge permet d'écrire } \phi_w = \frac{c^2}{\omega \epsilon_r(w)} \vec{R}(w) \cdot \vec{A}_w$$

$$\text{d'où } \vec{E}_w = -i \frac{c^2}{\omega \epsilon_r(w)} (\vec{R}(w) \cdot \vec{A}_w) \vec{k}(w) + i\omega \vec{A}_w = \frac{c}{\sqrt{\epsilon_r(w)}} \vec{B}_w \perp \vec{r}$$

facile à vérifier avec
 $\vec{a} \perp (\vec{b} \times \vec{c}) = \vec{b}(\vec{a} \cdot \vec{c}) - \vec{c}(\vec{a} \cdot \vec{b})$

Ensuite la puissance rayonnée à travers une sphère de rayon a et grande pour être toute entière dans la zone de rayonner est :

$$P(t) = \int_{\text{sphère}} \vec{S} \cdot \vec{r} \frac{r^2 d^2\Omega}{d\Omega} \quad \text{où } \vec{S} = \frac{\vec{E} \times \vec{B}}{\mu_0} \quad (\text{comme dans l'inde-})$$

$$\text{comme } \vec{E}_w = \frac{c}{\sqrt{\epsilon_r(w)}} \vec{B}_w \perp \vec{r} \text{ on peut écrire } \vec{E}(\vec{r}, t) = c \hat{\epsilon}_r^{-1/2} \vec{B}(\vec{r}, t) \perp \vec{r}$$

où l'opérateur $\hat{\epsilon}_r^{-1/2}$ est défini par son action dans l'espace w , mais il est important de

Notez qu'il est isotrope = il affecte de la même manière toutes les composantes de $\vec{B}(\vec{r}, t)$. [EC3]

$$\text{Dans } \vec{S}(\vec{r}, t) = \frac{c}{\mu_0} \hat{\epsilon}^{-1/2} (\vec{B}(\vec{r}, t) \wedge \hat{F}) \wedge \vec{B}(\vec{r}, t)$$

$\vec{B}^2 \hat{F} - \underbrace{(\vec{B}, \hat{F}) \vec{B}}$
not cas $\vec{B} \perp \hat{F}$ dans Z.R.

$$\text{danc } \tilde{S}(\vec{r}_1) = \frac{c}{\mu_0} \hat{\vec{E}}^{-1/2} |\vec{B}|^2 \vec{F}$$

$$|\vec{B}|^2 = \vec{B}^* \cdot \vec{B} = \int \frac{d\omega d\omega'}{(2\pi)^2} \vec{B}_{\omega'}^* e^{i\omega' t} \cdot \vec{B}_{\omega} e^{-i\omega t}$$

$$(\text{B}(F, H) \text{ real}) \quad \text{er} \quad \hat{E}_r^{-1/2} |\vec{B}|^2 = \int_{\mathbb{R}^2} \frac{d\omega d\omega}{(2\pi)^2}, \quad \vec{B}_\omega^* \cdot \vec{B}_\omega \frac{1}{\sqrt{E_r(\omega)}} e^{i t(\omega' - \omega)}$$

énergie totale rayonnée =

$$W = \int_{\mathbb{R}} dt P(t) = \int dt d\Omega r^2 \vec{S} \cdot \hat{\vec{r}} = \int_{-\infty}^{\infty} \frac{d\omega}{2\pi} d\Omega \frac{c\Gamma^2}{\mu_0} \frac{|\vec{B}_w|^2}{\sqrt{\epsilon_r(\omega)}} = \int_0^{\infty} d\omega d\Omega \frac{\partial W}{\partial \omega \partial \Omega}$$

$$\text{avec } \frac{\partial^2 W}{\partial \omega \partial \Omega} = \frac{c r^2}{\mu_0 \pi} \frac{|\vec{B}_w|^2}{\sqrt{\epsilon_r(\omega)}}$$

symmetric
 $\vec{w} \rightarrow -\vec{w}$ car $(B(\vec{r}, t) \text{ real})$

$$\Rightarrow B_{-\vec{w}} = B_{\vec{w}}^*$$

Dans le cas qui nous intéresse

danc (zone de point)

$$\vec{A}_w(\vec{r}) = \frac{\mu_0}{4\pi} \frac{e^{ik_w t}}{\Gamma} \left(d^3 \vec{J}_w(\vec{r}') e^{-i\vec{k}(w) \cdot \vec{r}'} \right) \int_R \vec{q} \times e^{i(\omega t - \vec{k}(w) \cdot \vec{r}')} \delta(x') \delta(y')$$

\bar{x} cause des $\delta(x')\delta(y')\delta(z'-vt)$

$$\vec{F}(w), \vec{F}' = k_3(w) \times vt = k(w) vt \cos\theta = \frac{w}{c} \sqrt{k(w)} vt \cos\theta$$

Ex 9 est la colatitude

$$\text{def } \hat{\Gamma} (\vec{R}(\omega) // \hat{\Gamma}) = \begin{array}{c} \uparrow \\ \theta \\ \curvearrowright \\ \hat{\Gamma} \end{array}$$

donc on obtient
pour $\text{Av}(\bar{F})$ la formule

-7-

$$\vec{A}_w(\vec{r}) = \frac{qV\mu_0}{4\pi} \vec{e}_z \frac{e^{ik(\omega)r}}{r} \int_{-\infty}^{\infty} dt e^{i\omega t + (1 - \sqrt{\epsilon_r(\omega)}) \frac{v}{c} \cos\theta}$$

[Ecl]

s'arr.

$$\boxed{\vec{A}_w(\vec{r}) = \frac{qV\mu_0}{4\pi} \frac{e^{ik(\omega)r}}{r} \delta\left(\omega[1 - \sqrt{\epsilon_r(\omega)} \frac{v}{c} \cos\theta]\right) \frac{e^{ik(\omega)r}}{r} \vec{e}_z}$$

cas simple = * $\epsilon_r(\omega) = 1$ alas il est impossible d'avoir $1 = \frac{v}{c} \cos\theta$
(car $v < c$)

* $\sqrt{\epsilon_r(\omega)} = n$ (cas > 1) indice constant. alas l'argument de la distribution s'annule pour un angle θ_c tel que
 $\cos\theta_c = \frac{c}{nv}$ (c'est possible si $v > c_n = v$ que v est supérieure à la vitesse de phase dans le milieu)

Dans le cas $\sqrt{\epsilon_r(\omega)} = n$ on peut déterminer $\vec{A}(\vec{r}, t)$ dans tout l'espace = c'est fait dans la parenthèse (ECA - ECB - ECC)

* Dans le cas général =

$$\frac{\partial^2 W}{\partial \omega \partial \Omega} = \frac{c r^2}{\mu_0 \pi} \frac{|\vec{B}_w|^2}{\sqrt{\epsilon_r(\omega)}} \quad \text{avec } \vec{B}_w(\vec{r}) = i \vec{k}(\omega) \wedge \vec{A}_w(\vec{r})$$

d'où $|\vec{B}_w|^2 = \frac{\omega^2}{c^2} \epsilon_r(\omega) |\vec{A}_w(\vec{r})|^2 \sin^2\theta$

ceci donne :

$$\begin{aligned} \frac{\partial^2 W}{\partial \omega \partial \Omega} &= \frac{c r^2}{\mu_0 \pi} \frac{\omega^2}{c^2} \sqrt{\epsilon_r(\omega)} \left(\frac{qV\mu_0}{4\pi} \right)^2 \frac{1}{r^2} \delta\left(\omega[1 - \sqrt{\epsilon_r(\omega)} \frac{v}{c} \cos\theta]\right) \sin^2\theta \\ &= \frac{\mu_0}{4\pi c} q^2 v^2 \omega^2 n(\omega) \sin^2\theta \delta\left(\omega[1 - \frac{n(\omega)v}{c} \cos\theta]\right) \end{aligned}$$

en notant $\sqrt{\epsilon_r(\omega)} = n(\omega)$

alors

$$\frac{dP}{d\omega} = \frac{1}{T} \int d\Omega \frac{\partial^2 W}{\partial \omega \partial \Omega} = \frac{\mu_0}{8\pi^2 c} q^2 v^2 \omega^2 n(\omega) \int \sin\theta d\theta d\phi \sin^2\theta \delta\left(\omega - \frac{n(\omega)v}{c} \cos\theta\right)$$

(régularisation due à la régularisation de l'intégrale $\sin\theta \rightarrow 2\pi$, et pour θ on pose $u = \cos\theta$, $du = -\sin\theta d\theta$)

$$\frac{dP}{dw} = \frac{\mu_0 q^2 v^2 w^3 n(w)}{4\pi c} \int_{-1}^1 du (1-u^2) \delta(w - \frac{n(w)v}{c} \omega u)$$

seulement possible si $\frac{c}{v n(w)} < 1 = \frac{c}{v N}$

$$\frac{1}{n(w)v\omega/c} \times \left(1 - \frac{c^2}{v^2 n^2(w)}\right)$$

sinon le résultat est nul

$$\frac{dP}{dw} = \begin{cases} \frac{\mu_0 q^2 v w \left(1 - \frac{c^2}{v^2 n^2(w)}\right)}{4\pi} & \text{si } \frac{c}{v n(w)} < 1 \\ 0 & \text{sinon} \end{cases}$$

La puissance totale rayonnée est (on suppose que $\frac{c}{v N} < 1$)

$$P = \int_{w_1}^{w_2} \frac{dP}{dw} dw = \frac{w_2^2 - w_1^2}{8\pi} \mu_0 q^2 v \left(1 - \frac{c^2}{N^2 v^2}\right)$$

et la perte d'énergie par unité de distance parcourue est :

$$\frac{dW}{dz} = \frac{P dt}{dz} = P/v$$

l'énergie initiale est $W_{init} = \frac{mc^2}{\sqrt{1-v^2/c^2}} = 2 \text{ MeV}$

donc $v = c \sqrt{1 - \frac{mc^2}{W_{init}}} = 0.97c$

on a bien $v > c/N$

$$1 - \frac{c^2}{N^2 v^2} = 0.4 \quad \frac{w_2^2 - w_1^2}{c^2} = 10^{14} \text{ m}^{-2} \quad \frac{\mu_0 c q^2}{4\pi} = \frac{q^2}{4\pi \epsilon_0} = 1.5 \text{ MeV.m}$$

$$\frac{dW}{dz} = 30 \text{ keV m}^{-1}$$

la particule rayonne tant que sa vitesse est $> c/N$
et que son énergie est $> W_{fin} = \frac{mc^2}{\sqrt{1-v^2/N^2}} = 0.75 \text{ MeV}$

évaluation de la distance pour l'é-rayonner =

$$\frac{W_{fin} - W_{init}}{dW/dz} = \frac{1250 \text{ keV}}{30 \text{ keV.m}^{-1}} = 40 \text{ m}$$

Il y a d'autres forces de perte d'énergie (= rayonner et se dévier)
puisque v varie à cause de l'entrainement et également l'air (m.)

Au final l'é sera vaincu à l'arrêt au bout de quelques dizaines de m.

Parenthèse = expression de $\vec{A}(\vec{r}, t)$ lorsque \vec{E} est indép. de ω , hors de la zone de rayonnement -

LECA

$$\vec{A}_w(\vec{r}) = \frac{\mu_0}{4\pi} \int d\vec{r}' \vec{J}_w(\vec{r}') \frac{e^{ik(\omega)|\vec{r}-\vec{r}'|}}{|\vec{r}-\vec{r}'|} \quad (\text{formule demandée})$$

ici $\vec{J}(\vec{r}, t) = q \vec{v} \delta(x) \delta(y) \delta(z-vt)$ et $\vec{J}_w(\vec{r}') = q \vec{v} \delta(x) \delta(y) \int_R \delta(z-vt') e^{i\omega t'} dt'$
puis $\vec{A}(\vec{r}, t) = \int \frac{d\omega}{2\pi} \vec{A}_w(\vec{r})$ s'écrit ici =

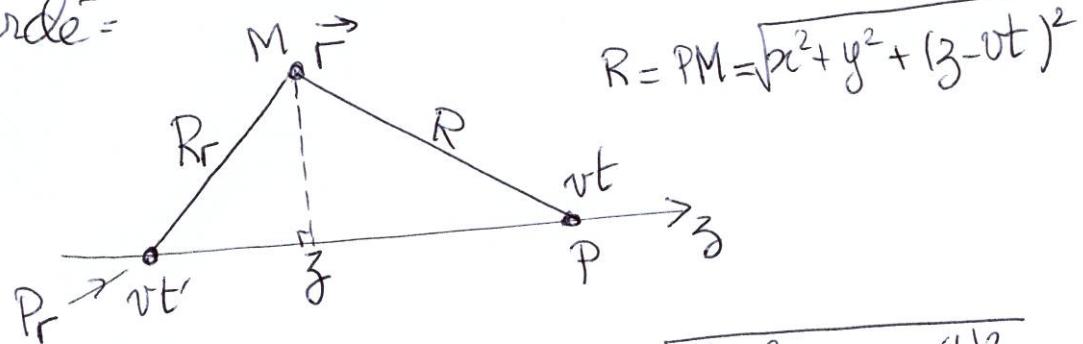
$$\vec{A}(\vec{r}, t) = \frac{\mu_0}{4\pi} \int d\vec{r}' \frac{d\omega}{2\pi} \frac{d\vec{r}'}{|\vec{r}-\vec{r}'|} \delta(x') \delta(y') \delta(z-vt') e^{i\omega(t'-t) + i\frac{\omega}{c^*} |\vec{r}-\vec{r}'|} \times q \vec{v} \quad (\text{où } c^* = c/\sqrt{\epsilon_r})$$

$\int d\vec{r}'$ facile grâce aux 3 δ - $\int \frac{d\omega}{2\pi} e^{i\omega X} = \delta(X)$ il reste donc =

$$\vec{A}(\vec{r}, t) = \frac{\mu_0}{4\pi} q \vec{v} \int_R \frac{\delta[t' - t + \frac{1}{c^*} \sqrt{x^2 + y^2 + (z-vt')^2}]}{\sqrt{(z-vt')^2 + x^2 + y^2}}$$

il faut donc $t > t'$ et $c^*(t-t') = \sqrt{x^2 + y^2 + (z-vt')^2} = R_r$ (cf. dessin)

t' est le temps retardé =



$$R = \sqrt{R_r^2 + vt^2}$$

$$\text{on a } \delta[f(t')] = \frac{\delta(t' - t_0)}{|f'(t_0)|} \quad (\text{ci } f(t') = t' - t + \frac{1}{c^*} \sqrt{x^2 + y^2 + (z-vt')^2})$$

$$\text{et } f'(t') = 1 + \frac{1}{c^*} \frac{1}{2} \frac{-2v(z-vt')}{\sqrt{x^2 + y^2 + (z-vt')^2}}$$

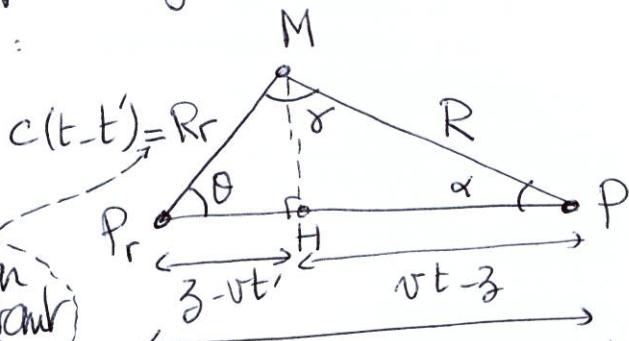
$$\frac{\delta[f(t')]}{\sqrt{|f'(t_0)|}} = \frac{\delta(t' - t_0)}{\sqrt{x^2 + y^2 + (z-vt')^2 - \beta^*(z-vt')}} \quad \text{où } \beta^* = v/c^* \text{ et } \vec{\beta}^* = \vec{v}/c^* = \vec{v}/c^*$$

$$\text{et } \vec{A}(\vec{r}, t) = \frac{\mu_0}{4\pi} q \vec{v} \frac{1}{|R_r - R_r \cdot \vec{\beta}^*|}$$

un peu de géométrie =

ECB

an a :



single decker ar val que
 $\delta > \pi/2$

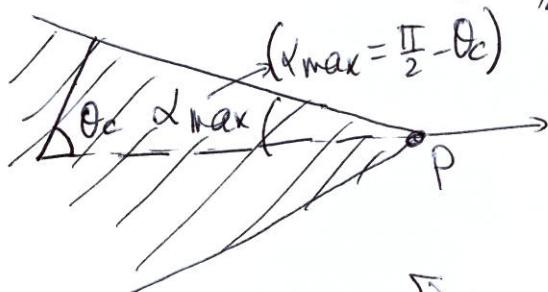
三
七

$$v(t-t') = \beta^* c(t-t') = \beta^* Rr$$

$$\text{geometrie des triangles} = \frac{\sin \theta}{R} = \frac{\sin \alpha}{r} = \frac{\sin \beta}{\beta * R}$$

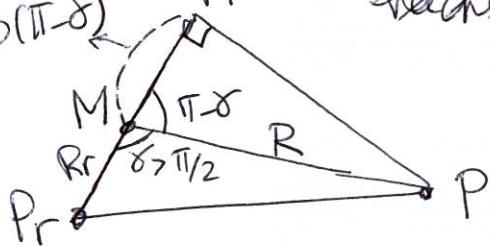
La dernière égalité donne

Rr | P. N
 $\sin \gamma = \beta^* \sin \alpha$ avec ici $\beta^* > 1$ -
cas limite = $\sin \gamma = 1$ ($\gamma = \pi/2$) et
alors $\sin \alpha = \frac{1}{\beta^*}$ et comme $\gamma = \pi/2$
 $\theta = \pi/2 - \alpha$ avec $\cos \theta = \frac{1}{\beta^*} = \text{angle } O_C$



on a segment =

on a plateau =
~~PM(T- δ) MT \rightarrow limit zone
neachmet~~



$$\text{dans } \underbrace{R(\cos(\pi-\delta))}_{-\cos\delta > 0} = MM^* = \Pr M^* - \Pr M = \vec{R}_r \cdot \vec{\beta}^* - R_r > 0$$

... et l'équation de $\vec{A}(\vec{r}, t)$:

donc dans la valeur absolue de l'expression de $\tilde{A}(\vec{r}, t)$ il

il est clair que
 $P_f M^* = \text{projection de } \vec{P_f P} \text{ sur } \vec{R_r}$
 $= R_r \cdot R_r \vec{\beta}^* = R_r \beta^* C \oplus D$

$$\text{faut prendre } \frac{1}{R_p b^* - R_p} = \frac{1}{M M^* - R \cot \gamma} = \frac{1}{R \sqrt{1 - \sin^2 \gamma}}$$

et on a vu avec la géom. des triangles : $\sin Y = \beta * \sin x$

dans

$$\vec{A}(\vec{r}, t) = \frac{\mu_0}{4\pi} q \vec{v}_x \frac{1}{R \sqrt{1 - \beta^2 \sin^2 \alpha}}$$

ECC

$$R = \sqrt{x^2 + y^2 + (z-vt)^2}$$

$$R \sin \alpha = HM = \sqrt{x^2 + y^2}$$

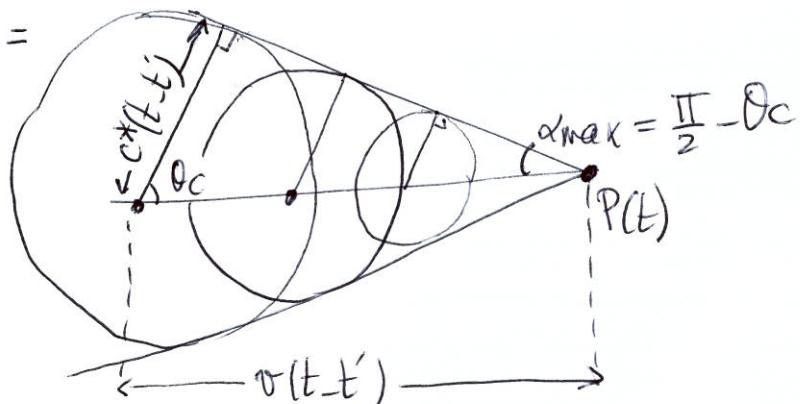
dans

$$\vec{A}(\vec{r}, t) = \frac{\mu_0}{4\pi} \frac{qv \vec{e}_z}{\sqrt{(z-vt)^2 + (x^2+y^2)(\beta^2 - 1)}}$$

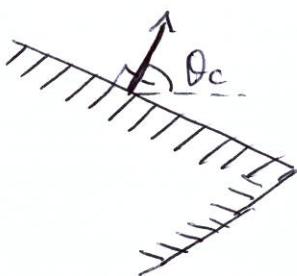
Cette expression n'est valable que dans la zone hachurée de la page précédente (ECC). Ailleurs $\vec{A}(\vec{r}, t) \equiv 0$

Juste à la frontière de la zone hachurée $\Rightarrow \sin \alpha = \gamma_f^*$ et l'expression encadrée ci-dessous de \vec{A} devient = phénomène de caustique =

teigne =



un observateur extérieur au repos va progresser au front
dans la direction θ_c :



θ_c = direction de propagation du front = direction de la divergence de $A_w(\vec{r})$
dans la zone de rayonnement