

TD2 Optique relativiste

1. Ombre portée sur un film photographique d'une règle inclinée en mouvement (Contrôle Continu 2010)

Une règle opaque, de longueur ℓ , inclinée d'un angle θ' sur l'axe $O'x'$ du référentiel \mathcal{R}' auquel elle est liée (référentiel comobile), se déplace avec une vitesse de module $u = \beta c$ parallèle à l'axe Ox du référentiel du laboratoire \mathcal{R} . Un film photographique est déroulé suivant l'axe Ox du référentiel \mathcal{R} . A l'instant t , une impulsion lumineuse (flash) que l'on supposera instantanée est envoyée dans \mathcal{R} perpendiculairement au film et au-dessus de la règle. On appelle A et B les deux extrémités de la règle. On suppose que la règle est infiniment fine.

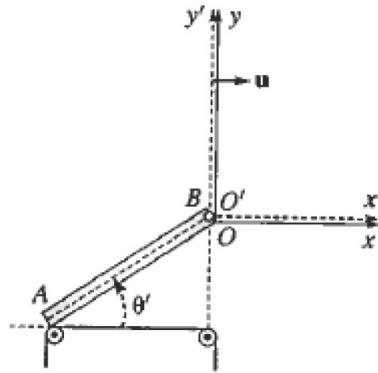


FIGURE 1 – Film photographique

1. On pose : $\gamma = \frac{1}{\sqrt{1 - \beta^2}}$

Montrer que la longueur L de film non impressionnée par la lumière a pour expression :

$$L = \ell \left| -\frac{\cos \theta'}{\gamma} + \beta \sin \theta' \right|$$

Pour cela, on déterminera les coordonnées des événements correspondants aux instants où les photons du flash sont arrêtés par les extrémités A et B de la règle (voir schéma).

2. Décrire ce qui est observé dans les cas où $\theta' = 0$ et $\theta' = \frac{\pi}{2}$
3. Montrer qu'il est possible d'obtenir $L = 0$. Que vaut alors θ' ? Montrer que cette direction correspond à celle de la vitesse des photons dans \mathcal{R}' .

2. Effet Doppler Relativiste. Cas simplifié du survol d'une sonde spatiale

On considère une sonde spatiale S qui survole un laboratoire au sol. Elle émet un rayonnement électromagnétique de fréquence ν'_s pendant la période de visibilité avec le laboratoire. La sonde est animée d'une vitesse \vec{V} par rapport au référentiel du laboratoire sur Terre. Un observateur est placé dans ce référentiel au point O . On repère par le vecteur \vec{r}_0 la position relative de la sonde par rapport à l'observateur au moment de l'émission d'un signal au temps t_0 . De la même manière, à un instant $t_1 = t_0 + \delta t_s$ plus tard, la sonde émet à nouveau un signal vers la Terre. On définit le vecteur \vec{r}_1 la position relative de la sonde par rapport à l'observateur au temps t_1 . Enfin, on note θ_0 l'angle formé par les vecteurs \vec{V} et \vec{r}_0 .

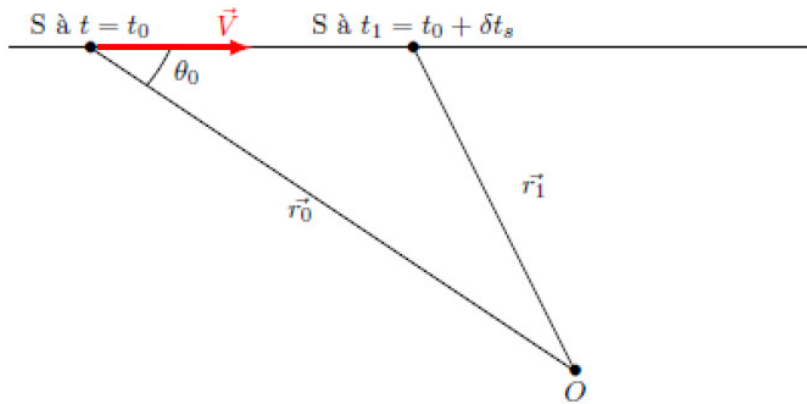


FIGURE 2 – Sonde spatiale S se déplaçant par rapport à un observateur fixe

1. Etude simplifiée de l'effet Doppler non-relativiste

1.1 Dans le référentiel du laboratoire, exprimer la durée δt_o séparant la réception des deux signaux pour l'observateur en fonction de δt_s , période d'émission de la sonde dans le référentiel de l'observateur.

1.2 Y-a-t-il un effet Doppler transverse pour $\theta_0 = \pi/2$?

2. Etude simplifiée de l'effet Doppler relativiste

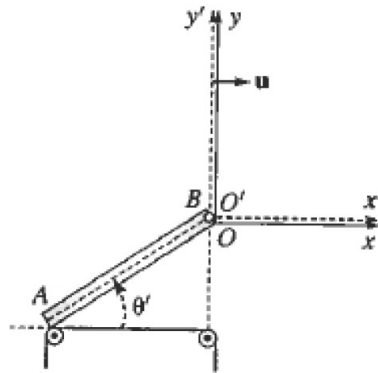
2.1 Dans quel référentiel l'intervalle de temps séparant deux signaux est un temps propre ?

2.2 En déduire la fréquence ν_o mesurée par l'observateur en fonction de \vec{V} , θ_0 et de la fréquence ν'_s de la sonde.

TD2 Optique relativiste

correction sommaire

1. Ombre portée sur un film photographique d'une règle inclinée en mouvement



1. On prend comme origine de \mathfrak{R} et de \mathfrak{R}' l'événement correspondant au photon arrêté en B .

Soit E l'événement "photon arrêté en A ", ses coordonnées dans de \mathfrak{R} et de \mathfrak{R}' sont :

dans \mathfrak{R} ($ct = -y, x, y, z = 0$)

dans \mathfrak{R}' ($ct', x' = -\ell \cos \theta', y' = -\ell \sin \theta', z' = 0$)

Par transformation de Lorentz, on a : $y' = y$ et $x' = \gamma(x - \beta ct)$

$$x = \frac{x'}{\gamma} + \beta ct = -\frac{\ell \cos \theta'}{\gamma} + \ell \sin \theta'$$

$$L = \ell \left| -\frac{\cos \theta'}{\gamma} + \beta \sin \theta' \right|$$

2. $\theta' = 0$: La règle est parallèle à l'axe des x et des x' . Il s'agit de la mesure photographique de la longueur de la règle en mouvement dans le laboratoire. C'est une illustration de la contraction des longueurs : $L = \frac{\ell}{\gamma}$

$\theta' = \frac{\pi}{2}$: La règle est normale à la direction de son déplacement. La longueur du film non-impressionné n'est pourtant pas nulle : $L = \beta \ell$. x étant positif, la règle apparaît inclinée d'un angle supérieur à $\frac{\pi}{2}$ pour un observateur du laboratoire.

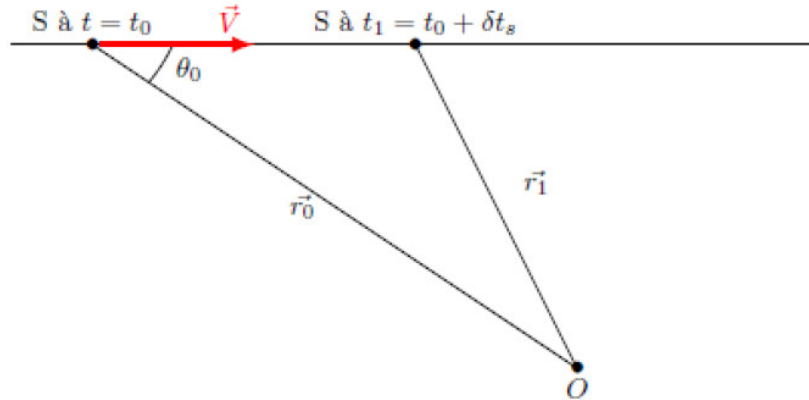
3. On obtient : $L = 0$ si : $\frac{\cos \theta'}{\gamma} = \beta \sin \theta'$ soit : $\tan \theta' = \frac{1}{\beta \gamma} = \left(\frac{1}{\beta^2} - 1 \right)^{1/2}$

Les photons ont une vitesse dans \mathfrak{R} telle que : $\mathbf{v} = (0, v_y = -c, 0)$

La composition des vitesses donne dans \mathfrak{R}' : $\mathbf{v}' = \left(v'_x = -u, v'_y = \frac{-c}{\gamma}, 0 \right)$

La tangente de l'angle correspondant à cette vitesse est : $\tan \alpha' = \frac{v'_y}{v'_x} = \tan \theta'$

2. Effet Doppler relativiste



1. Effet Doppler classique

On a $\delta t_o = \delta t_s + \frac{OS'}{c} - \frac{OS}{c}$ avec S position de la source à $t = t_0$ et S' position de la source à $t = t_1$.

avec $\delta t_s = \frac{SS'}{V}$, $r_1 = \sqrt{OS'^2} = \sqrt{(\vec{OS} + \vec{SS'})^2} = (r_0^2 + V^2 \delta t_s^2 - 2r_0 V \delta t_s \cos \theta_0)^{1/2}$

On s'intéresse à la limite $\delta t_s \rightarrow 0$, donc $r_1 - r_0 = -V \delta t_s \cos \theta_0$ Donc $\delta t_o = \delta t_s (1 - \beta \cos \theta)$

Pour $\theta_0 = \pi/2$, $\delta t_o = \delta t_s$ donc l'effet Doppler classique est nul.

2. Effet Doppler relativiste

Dans le référentiel en mouvement avec la source, $\delta t'_S$ est un temps propre, relié à la fréquence ν'_S de la source par $\delta t'_S = \frac{1}{\nu'_S}$

La transformation de Lorentz donne $c \delta t'_S = \gamma c \delta t_S - \gamma \beta \delta x_S$ avec $\delta x_S = V \delta t_S$

d'où $\delta t_S = \frac{\delta t'_S}{\gamma(1 - \beta^2)} = \gamma \delta t'_S$

On retrouve la dilatation du temps dans le passage de \mathfrak{R} à \mathfrak{R}' . Notons qu'on aurait pu retrouver ce résultat par la conservation de l'intervalle, $c^2(\delta t'_S)^2 = c^2 \delta t_S^2 - \delta x_S^2$.

On obtient $\delta t_o = \gamma(1 - \beta \cos \theta_0) \delta t'_S$

Donc $\nu_o = \frac{\nu'_S}{\gamma(1 - \beta \cos \theta_0)}$

Il y a désormais un effet Doppler transverse (pour $\theta_0 = \pi/2$) : $\nu_o = \nu'_S / \gamma$. Cette correction relativiste de l'effet Doppler est importante pour le GPS.