

EXAMEN PARTIEL de RELATIVITÉ

Durée : 2 heures

Les calculatrices sont autorisées. Barème approximatif : A = 13 pts ; B = 7 pts.

Formulaire – Rappel de cours

On considère deux référentiels inertiels \mathcal{R} et \mathcal{R}' . \mathcal{R}' est animé par rapport à \mathcal{R} d'un mouvement de translation rectiligne uniforme à la vitesse $\vec{V} = V \vec{e}_x$. Si un quadri-vecteur a pour coordonnées respectives \underline{A} et \underline{A}' dans \mathcal{R} et \mathcal{R}' , on a $A'^{\mu} = \Lambda^{\mu}_{\nu} A^{\nu}$ avec

$$\Lambda^{\mu}_{\nu} = \begin{pmatrix} \gamma & -\beta\gamma & 0 & 0 \\ -\beta\gamma & \gamma & 0 & 0 \\ 0 & 0 & 1 & 0 \\ 0 & 0 & 0 & 1 \end{pmatrix}, \quad \text{où } \beta = V/c \quad \text{et } \gamma = (1 - \beta^2)^{-1/2}.$$

Pour inverser la relation entre \underline{A} et \underline{A}' il suffit de changer le signe de β dans l'expression ci-dessus.

A Modèle cosmologique de Milne

Voici un modèle du Big Bang¹ : à l'instant $t' = 0$ dans un référentiel inertiel \mathcal{R}' , des points matériels (les galaxies) sont émis depuis l'origine dans toutes les directions, chacun ayant une vitesse donnée qui reste constante au cours du temps. Leurs trajectoires dans \mathcal{R}' sont donc de la forme $\vec{r}' = \vec{v}' \times t'$.

1/ Soit une galaxie particulière : la nôtre. Soit \mathcal{R} le référentiel qui lui est attaché. On choisit dans \mathcal{R} le même évènement origine que dans \mathcal{R}' . Expliquer pourquoi :

- (a) Le référentiel \mathcal{R} est inertiel.
- (b) Dans \mathcal{R} , comme dans \mathcal{R}' , la vitesse d'une galaxie est constante au cours du temps.
- (c) Les trajectoires des galaxies dans \mathcal{R} sont de la forme $\vec{r} = \vec{v} \times t$: les galaxies s'éloignent à vitesse constante de l'origine spatiale (qui, dans \mathcal{R} , est la Terre).

Dans toute la suite on s'intéresse à une galaxie particulière (différente de la nôtre) et on prendra pour axe $0x$ l'axe passant par cette galaxie et orienté de la Terre vers cette galaxie.

2/ **Décalage vers le rouge.** La galaxie émet des impulsions lumineuses périodiques séparées l'une de la suivante par un intervalle de temps de durée $\Delta\tau$ dans son référentiel propre.

- (a) Quel est la valeur correspondante Δt dans \mathcal{R} ? On notera $\beta = V/c$ où V est la vitesse de la galaxie dans \mathcal{R} .
- (b) Soit Δt_r la durée entre la réception sur Terre de deux signaux consécutifs. Exprimer Δt_r en fonction de Δt et β .

¹Version simplifiée d'un ancien modèle, dû à E. A. Milne (1935), dans lequel les galaxies sont décrites comme des objets en mouvement dans un univers statique, ce qui est erroné : c'est l'univers qui est en expansion, en première approximation les galaxies sont statiques.

- (c) On appelle décalage vers le rouge (redshift) la quantité $z = \Delta t_r / \Delta \tau - 1$. Exprimer z en fonction de β . Quelle serait la valeur de z en mécanique classique? Tracer les deux courbes (classique et relativiste) donnant z en fonction de β sur un même graphe.
- (d) La raie spectrale [O II] a une longueur d'onde $\lambda_0 = 3727 \text{ \AA}$ dans son référentiel propre. Dans le spectre, mesuré sur Terre, d'une galaxie lointaine, sa longueur d'onde est $\lambda_r = 9500 \text{ \AA}$. Quel est le redshift de cette galaxie? Et sa vitesse d'éloignement β ?

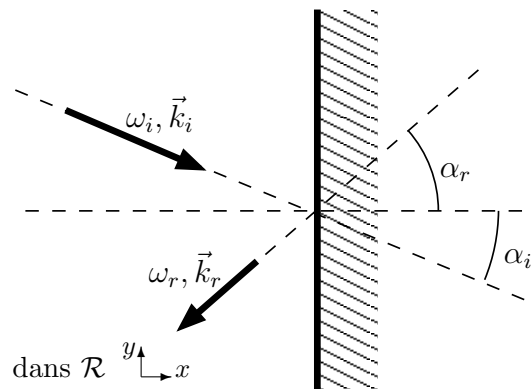
3/ Mesure de distance. La galaxie émet à l'instant t_e , alors qu'elle est à une distance x_e de l'origine, un signal lumineux détecté sur Terre à l'instant t_r (temps et distances tous mesurés dans \mathcal{R}).

- (a) Représenter sur un diagramme espace-temps dans \mathcal{R} les lignes d'univers de la Terre, de la galaxie, du rayon lumineux, les événements d'émission (E), de réception (R) et l'évènement origine.
- (b) Exprimer t_r en fonction de x_e , β et c . En déduire une expression de x_e en fonction de t_r et z .
- (c) Soit X_e la position de la galaxie à l'instant t_r (instant de réception du signal). Montrer que la vitesse d'éloignement de la galaxie est proportionnelle à sa distance selon une loi de la forme $V = H_0 X_e$ où H_0 est appelée constante de Hubble. Exprimer H_0 en fonction de t_r .
- (d) Les mesures les plus récentes donnent $H_0^{-1} = 14 \times 10^9$ ans. Quel est l'âge de l'univers selon notre modèle? Et que valent les distances x_e et X_e pour la galaxie étudiée à la question 2(d)? (vous exprimerez les résultats dans l'unité qui vous semble la plus appropriée).

B Réflexion sur un miroir mobile

Un miroir parfaitement réfléchissant, parallèle au plan yOz d'un référentiel d'inertie \mathcal{R} , se déplace à la vitesse constante $\vec{V} = c\beta \vec{e}_x$. Une onde lumineuse monochromatique de pulsation ω_i tombe sur le miroir avec un angle d'incidence α_i dans le référentiel \mathcal{R} (cf. figure ci-contre). Dans tout l'exercice les angles sont des angles géométriques non orientés compris entre 0 et $\pi/2$.

Dans le référentiel \mathcal{R}' lié au miroir : (i) la loi de Snell-Descartes pour la réflexion d'un rayon lumineux s'applique et (ii) la pulsation ω' de l'onde n'est pas modifiée lors de la réflexion.



1/ Montrer que les angles d'incidences dans \mathcal{R} et dans \mathcal{R}' (soit α'_i) sont reliés par

$$\cos \alpha_i = \frac{\cos \alpha'_i + \beta}{1 + \beta \cos \alpha'_i}, \quad \sin \alpha_i = \frac{\sin \alpha'_i}{\gamma(1 + \beta \cos \alpha'_i)}.$$

2/ Établir des relations similaires donnant les expressions de $\cos \alpha_r$ et $\sin \alpha_r$ en fonction de $\cos \alpha'_i$ et $\sin \alpha'_i$ (α_r est l'angle de réflexion dans \mathcal{R} , cf. figure). Montrer que dans \mathcal{R} les angles d'incidence et de réflexion vérifient

$$\frac{\sin \alpha_r}{\sin \alpha_i} = \frac{\omega_i}{\omega_r} = \frac{\cos \alpha_r + \beta}{\cos \alpha_i - \beta}.$$

Comment déterminer la vitesse du miroir à partir de la seule mesure de α_i et α_r ? Si l'on peut choisir l'angle d'incidence, voyez-vous une méthode non géométrique pour obtenir simplement la même information?