

# Mécanique et Relativité Approfondies

Contrôle Continu LU3PY536 (Partie Exercices)

8 Novembre 2023

Le polycopié de cours, de TD et la calculatrice ne sont pas autorisés.

## Formulaire

- Soient deux référentiels inertiels  $\mathcal{R}$  et  $\mathcal{R}'$  tels que  $\mathcal{R}'$  se déplace à vitesse constante  $v$  selon ( $Oz$ ) par rapport à  $\mathcal{R}$ . Si un quadri-vecteur a pour coordonnées respectives  $A^\mu$  et  $A'^\mu$  dans  $\mathcal{R}$  et  $\mathcal{R}'$ , alors la transformation de Lorentz s'écrit  $A'^\mu = \Lambda^\mu_\nu A^\nu$  avec

$$\Lambda^\mu_\nu = \begin{pmatrix} \gamma & 0 & 0 & -\beta\gamma \\ 0 & 1 & 0 & 0 \\ 0 & 0 & 1 & 0 \\ -\beta\gamma & 0 & 0 & \gamma \end{pmatrix}, \quad (1)$$

où  $\beta = v/c$  et  $\gamma = \frac{1}{\sqrt{1-\beta^2}}$ . On donne  $c \approx 3.10^5 \text{ km/s}$  la vitesse de la lumière dans le vide. Pour inverser la relation entre  $A'^\mu$  et  $A^\mu$ , il suffit de changer le signe de  $\beta$  dans l'expression ci-dessus.

- Une règle de longueur  $L$  au repos dans  $\mathcal{R}$  et colinéaire à la direction ( $Oz$ ) a une longueur contractée  $L' = L/\gamma$  dans  $\mathcal{R}'$ .
- Le quadri-vecteur énergie-impulsion s'écrit

$$p^\mu = \left( \frac{E}{c}, \mathbf{p} \right). \quad (2)$$

Pour une particule de masse nulle (comme le photon), la quadri-impulsion est de genre lumière  $p_\mu p^\mu = 0$ . L'énergie de la particule est donc proportionnelle à son impulsion  $E = pc$  où  $p = |\mathbf{p}|$ .

## 1 Fond Diffus Cosmologique [30pts]

Dans cet exercice, nous proposons de mesurer la vitesse de la Terre par rapport à l'Univers en utilisant les anisotropies du fond diffus cosmologique. L'espace, lié à un référentiel  $\mathcal{R}$  considéré fixe, baigne dans un rayonnement cosmologique caractérisé par une distribution de photons qui suit la loi de Planck : le nombre  $d^3N$  de photons contenus dans un volume  $V$  et dont l'impulsion vaut  $\mathbf{p}$  à  $d^3p$  près est donné par  $d^3N = F(\mathbf{p})d^3p$  avec

$$F(\mathbf{p}) = \frac{1}{4\pi^3\hbar^3} \frac{V}{\exp(pc/k_B T) - 1}, \quad (3)$$

où  $p = |\mathbf{p}|$ ,  $k_B$  est la constante de Boltzmann et  $T$  est la température du rayonnement. Les quantités  $p$ ,  $T$  et  $V$  sont associées au référentiel  $\mathcal{R}$  de l'espace. Nous souhaitons obtenir les expressions correspondantes pour un observateur terrestre, auquel on associe un référentiel  $\mathcal{R}'$ . On considère que  $\mathcal{R}'$  est animé d'un mouvement de translation rectiligne uniforme à vitesse constante  $v$  selon ( $Oz$ ) par rapport à  $\mathcal{R}$ .

**Q1.** Exprimer les composantes du quadri-vecteur énergie-impulsion  $p^\mu$  d'un photon dans  $\mathcal{R}$  en fonction de ses composantes dans  $\mathcal{R}'$ .

**Q2.** On se place en coordonnées sphériques et on note  $\theta$  et  $\phi$  les angles associés<sup>1</sup> à l'impulsion  $\mathbf{p}$  dans  $\mathcal{R}$ . On utilise des notations similaires avec une apostrophe pour désigner les quantités dans  $\mathcal{R}'$ .

a. À partir de la question précédente, montrer que

$$p = \gamma p'(1 + \beta \cos \theta'). \quad (4)$$

b. De même, montrer que

$$\phi = \phi', \quad \text{et} \quad \cos \theta = \frac{\beta + \cos \theta'}{1 + \beta \cos \theta'}. \quad (5)$$

1. On utilise les conventions usuelles :  $\theta$  est l'angle entre  $\mathbf{p}$  et  $\mathbf{e}_z$  ( $\theta \in [0, \pi]$ ), et  $\phi$  est l'angle de la projection de  $\mathbf{p}$  dans le plan ( $xOy$ ) ( $\phi \in [0, 2\pi]$ ).

**Q3.** L'élément d'intégration dans l'espace des impulsions dans  $\mathcal{R}$  s'écrit  $d^3p = p^2 dp \sin \theta d\theta d\phi$  en coordonnées sphériques.

- a. À partir de l'équation (4), exprimer  $(p/p')^2$  et  $dp/dp'$  en fonction de  $\gamma, \beta$  et  $\theta'$ .
- b. En remarquant que  $\frac{\sin \theta}{\sin \theta'} \frac{d\theta}{d\theta'} = \frac{d(\cos \theta)}{d(\cos \theta')}$  et en utilisant l'équation (5), montrer que

$$\frac{\sin \theta}{\sin \theta'} \frac{d\theta}{d\theta'} = \frac{1}{\gamma^2(1 + \beta \cos \theta')^2}. \quad (6)$$

- c. Finalement, montrer que

$$\frac{d^3p}{d^3p'} = \gamma(1 + \beta \cos \theta'). \quad (7)$$

**Q4.** Le nombre de photons est un invariant relativiste  $d^3N = d^3N'$ . On en déduit que la distribution de Planck doit vérifier  $F(\mathbf{p})d^3p = F'(\mathbf{p}')d^3p'$ . Montrer que la distribution  $F'(\mathbf{p}')$  observée dans  $\mathcal{R}'$  s'écrit

$$F'(\mathbf{p}') = \frac{1}{4\pi^3 \hbar^3} \frac{\gamma^2 V'(1 + \beta \cos \theta')}{\exp(p'c/k_B T') - 1}, \quad (8)$$

avec une température non isotrope

$$T'(\theta') = \frac{T}{\gamma(1 + \beta \cos \theta')}. \quad (9)$$

**Q5.** Déterminer la température la plus élevée  $T'_{\max}$  et la plus faible  $T'_{\min}$  observées dans  $\mathcal{R}'$  puis montrer que la différence relative de températures s'écrit

$$\frac{\Delta T'}{T} \equiv \frac{T'_{\max} - T'_{\min}}{T} \approx 2\beta. \quad (10)$$

Les mesures les plus récentes donnent  $T = 2,728\text{K}$  et on observe une légère anisotropie du rayonnement reçu sur Terre  $\Delta T' = 3,358\text{mK}$ . Estimer la vitesse  $v$  (en km/s) de la Terre par rapport à l'Univers. Commenter.

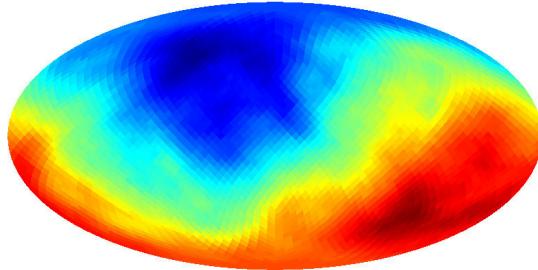


FIGURE 1 – Le dipole  $T'(\theta')$  du fond diffus cosmologique mesuré par le satellite Planck.

## 2 Désintégration d'une Particule [20pts]

On considère la désintégration d'un méson  $D^0$  en un méson  $\bar{K}^0$  et un pion  $\pi^0$  selon la réaction



**Q1.** À partir de la conservation du quadri-vecteur énergie-impulsion, montrer que l'énergie du pion  $\pi^0$  s'exprime en fonction des masses des particules par

$$E_{\pi^0} = \frac{m_{D^0}^2 + m_{\pi^0}^2 - m_{\bar{K}^0}^2}{2m_{D^0}} c^2. \quad (12)$$

**Q2.** On considère que le pion se désintègre ensuite en deux photons.

- a. Dans le référentiel propre du pion  $\pi^0$ , expliquer pourquoi les quadri-vecteurs énergie-impulsion  $p_1^\mu$  et  $p_2^\mu$  des deux photons peuvent s'écrire

$$p_1^\mu = (E_\gamma/c, \mathbf{p}), \quad \text{et} \quad p_2^\mu = (E_\gamma/c, -\mathbf{p}). \quad (13)$$

- b. Montrer que l'énergie  $E_\gamma$  d'un photon produit vérifie

$$E_\gamma = \frac{1}{2} m_{\pi^0} c^2. \quad (14)$$