

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^μ et A'^μ 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'^μ et A^μ , il suffit de changer le signe de β 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^μ d'un photon dans \mathcal{R} en fonction de ses composantes dans \mathcal{R}' .

Q2. On se place en coordonnées sphériques et on note θ et ϕ les angles associés¹ 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 : θ est l'angle entre \mathbf{p} et \mathbf{e}_z ($\theta \in [0, \pi]$), et ϕ 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 γ , β et θ' .

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.

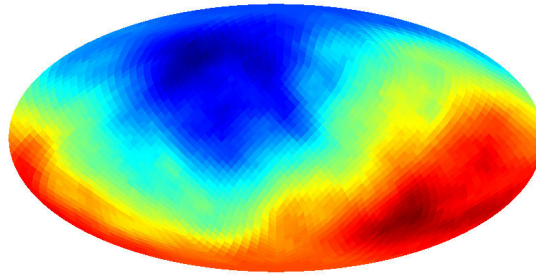


FIGURE 1 – Le dipole $T'(\theta')$ du fond diffus cosmologique mesuré par le satellite Planck.

2 Désintégration d'une Particule [20pts]

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

$$D^0 \rightarrow \bar{K}^0 + \pi^0. \quad (11)$$

Q1. À partir de la conservation du quadri-vecteur énergie-impulsion, montrer que l'énergie du pion π^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 π^0 , expliquer pourquoi les quadri-vecteurs énergie-impulsion p_1^μ et p_2^μ 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_γ d'un photon produit vérifie

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