

CH7 ORIGINE DE L'ASYMETRIE

MATIERE-ANTIMATIERE DANS L'UNIVERS

7.1 Généralités

7.1.1 Observations :

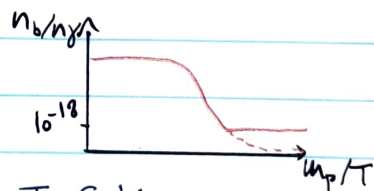
- On observe pas de quantité macroscopique d'anti-matière dans l'univers : il n'y a que des baryons, pas d'antibaryon.
 - ↳ le CMB permet de restreindre $\Omega_B h^2 = 0,0222(2)$ et la BBN $0,021 < \Omega_B h^2 < 0,024$ à 95% de CI. Ceci implique $4,3\% < \Omega_B < 5,3\%$ $\Leftrightarrow 5,1 \cdot 10^{-10} < \eta < 6,6 \cdot 10^{-10}$ $\eta \equiv n_B/n_\gamma$
 - $\Leftrightarrow 8,3 \cdot 10^{-11} < n_B/s < 9,4 \cdot 10^{-11}$
- On observe que des électrons : $n_e = n_p^{\text{tot}} = n_B$
- Pour l'asymétrie $V-\bar{V}$, on ne sait pas

7.1.2 Ratio baryons-photons très grand :

- Le ratio $\frac{n_B}{n_\gamma} \sim 10^{-9}$ est très grand s'il n'y avait pas d'asymétrie.

En effet, lorsque $T \lesssim \text{GeV}$, on a $\bar{p} + p \rightarrow \pi + \pi$: catastrophe d'annihilation

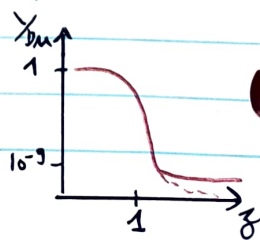
$$\Rightarrow \frac{n_B}{n_\gamma} = \frac{n_B}{n_\gamma} \sim 10^{-18} \lll 10^{-9}$$



- Il faut une asymétrie préexistante, avant $T \sim \text{GeV}$

7.1.3 Ratio baryons-photons très petit :

- Ce même ratio est petit car lorsque $T > \text{GeV}$, on a $\frac{n_q}{n_\gamma} \sim 1 \sim \frac{n_{\bar{q}}}{n_\gamma}$
 - ↳ La transition entre $T > \text{GeV}$ et $T < \text{GeV}$, tout les antiquarks doivent s'annihiler sauf 1 pour 10^9
 - ↳ en $T > \text{GeV}$, on a $10^9 q$ et $(10^9 + 1) \bar{q}$
 - en $T < \text{GeV}$, on a $0 q$ et $1 q$
- Asymétrie préexistante très faible!



7.1.4 Inflation: (voir plus tard)

- Vers la fin de l'inflation, il n'y a pas que quark ni d'antiquark. L'asymétrie a dû apparaître soit pendant la transition entre l'inflation et le bain thermique, soit après l'inflation.
- On se concentrera sur le scénario où l'asymétrie apparaît pendant le bain thermique.

7.1.5 Modèle Standard:

- Au sein du SM, il n'y a pas de mécanique pour expliquer cette asymétrie. Il faut de la physique au delà du SM (BSM).
- C'est un exemple d'une conséquence de la cosmologie sur la physique des particules.

7.1.6 Les 3 conditions de Sakharov:

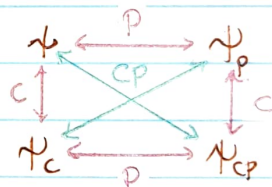
- Il y a 3 conditions à respecter pour créer une asymétrie:

① Il faut un processus qui brise le nombre baryonique B

② Il faut un processus qui brise C et CP

→ l'antiparticule est le conjugué CP de sa particule

→ Si CP est conservé, le nombre de Ψ et de Ψ_{CP} reste égal.

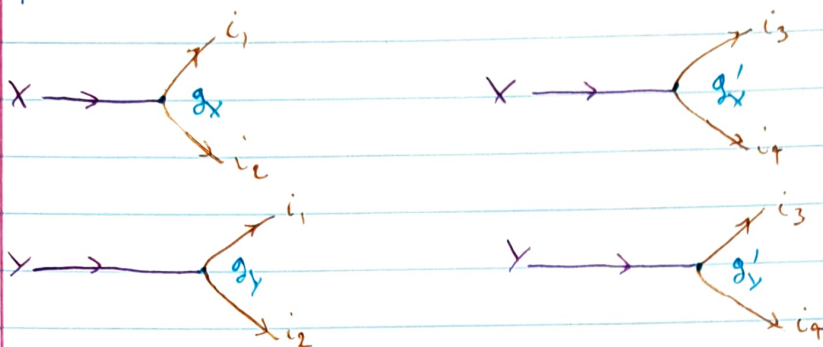


③ Ce(s) processus doivent être hors équilibre thermique.

7.2 Exemple de baryogénèse : désintégration

7.2.1 Nouvelles particules lourdes :

- On introduit 2 nouvelles particules lourdes : X et Y . On suppose que chacune se désintègre au moins de 2 manières :



- Il faut que $B_{i_1} + B_{i_2} \neq 0$ et $B_{i_1} + B_{i_2} \neq B_{i_3} + B_{i_4}$. On choisit (par exemple) de prendre $B_{i_1} + B_{i_2} = 1$ et $B_{i_3} + B_{i_4} = 0$

- On prend i_1, i_2, i_3, i_4 en équilibre thermique avec les particules du SM du bain thermique

- On néglige la désintégration de X en posant $m_Y \gg m_X$

7.2.2 Première étape : $T \gg m_X$

- Lorsque $T \gg m_X$, on suppose que g_x et/ou g'_x suffisamment grand pour être en équilibre thermique avec le plasma du SM :

$$\begin{cases} n_X = n_X^{\text{EQ}}(T, \mu_X = 0) & \text{ou } n_X^{\text{EQ}} = \int^{\text{F-D}} \text{ ou } \int^{\text{B-E}} \\ n_{\bar{X}} = n_X^{\text{EQ}}(T, \mu_X = 0) \end{cases}$$

↳ Pas d'asymétrie en $T > m_X$

7.2.3 Deuxième étape : $T \lesssim m_X$

- Si $\Gamma_X^{\text{tot}} > H$: équilibre thermique

$$\Rightarrow n_X = n_X^{\text{EQ}} = g_X \left(\frac{m_X T}{2\pi} \right)^{3/2} e^{-m_X/T}$$

\Rightarrow les X et \bar{X} disparaissent

→ Si $\Gamma_X^{tot} < H$: pas d'équilibre thermique
 \Rightarrow il n'y a que des désintégrations $X \rightarrow i_1 i_2$ et $X \rightarrow i_3 i_4$
 \Rightarrow Dans ce cas aussi, les X et \bar{X} disparaissent.

→ Posons alors $\Gamma(X \rightarrow i_1 i_2) \neq \Gamma(\bar{X} \rightarrow \bar{i}_1 \bar{i}_2)$ (C et CP brisés).
 Alors à chaque désintégration, il y a en moyenne une production de $\Delta B_X = \frac{\Gamma(X \rightarrow i_1 i_2)}{\Gamma_X^{tot}} \cdot (\underbrace{B_{i_1} + B_{i_2}}_{=1})$

$$\Delta B_{\bar{X}} = \frac{\Gamma(\bar{X} \rightarrow \bar{i}_1 \bar{i}_2)}{\Gamma_{\bar{X}}^{tot}} \cdot (\underbrace{B_{\bar{i}_1} + B_{\bar{i}_2}}_{=-1})$$

DEF On peut définir le paramètre d'asymétrie CP ϵ_{CP} selon
 $\epsilon_{CP} \equiv \frac{\Gamma(X \rightarrow i_1 i_2) - \Gamma(\bar{X} \rightarrow \bar{i}_1 \bar{i}_2)}{\Gamma_X^{tot}} \cdot (B_{i_1} + B_{i_2}) = \Delta B$

Si CP est conservé, $\Gamma(X \rightarrow i_1 i_2) = \Gamma(\bar{X} \rightarrow \bar{i}_1 \bar{i}_2)$

→ Une fois tout les X et \bar{X} désintégrés, on a :

$$\frac{n_B}{\Omega} \Big|_{T \ll m_X} = \frac{n_X^{EQ}}{\Omega} \Big|_{T \gg m_X} \cdot \epsilon_{CP}$$

si X est un boson $\rightarrow \frac{g_X}{4J} \frac{5(3)T^3/\pi^2}{g_X^5(T) \cdot T^3} \cdot \epsilon_{CP} \approx 2g_X \cdot 10^{-3} \epsilon_{CP}$

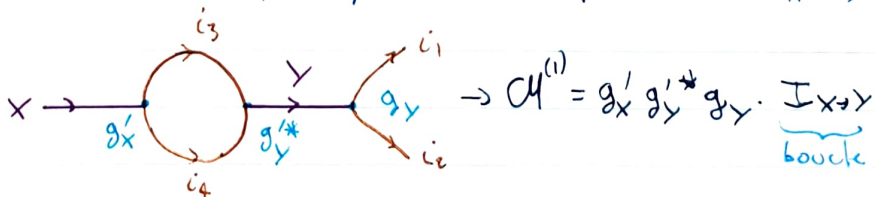
\hookrightarrow Il faut $\epsilon_{CP} \sim 10^{-6}$ pour obtenir $n_B/\Omega \sim 10^{-10}$

7.3 Asymétrie CP

→ Au tree level, $\epsilon_{CP} = 0$. En effet,

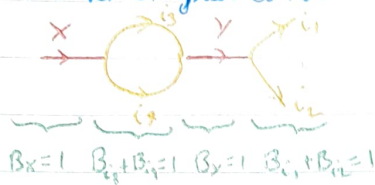
$$\Gamma(X \rightarrow i_1 i_2) = |g_X|^2 \cdot I_X \text{ et } \Gamma(\bar{X} \rightarrow \bar{i}_1 \bar{i}_2) = |g_X|^2 \cdot I_{\bar{X}} \\ \text{avec } I_X = I_{\bar{X}}$$

→ Au NLO (boucle), on peut avoir $\epsilon_{CP} \neq 0$. En effet,



7.4 Brisure explicite de B

- Pour avoir $E_{cp} \neq 0$, il fallait $B_{i3} + B_{i4} \neq B_{i1} + B_{i2}$.
- Exemple où ça marche pas : on prend $B_X = B_Y = B_{i1} + B_{i2} = B_{i3} + B_{i4}$.
Alors les diagrammes NLO sont :



On obtient $\frac{n_B}{\Lambda} = 0$

- ↳ De même par l'autre désintégration possible :



En tout, on a

$$\frac{n_B}{\Lambda} = \left(E_{cp} \{ X \rightarrow i_1 i_2 \} + E_{cp} \{ X \rightarrow i_3 i_4 \} \right) \frac{n_X}{\Lambda} \Big|_{T \gg m_X} = 0$$

7.5 Condition de déséquilibre thermique

- Pour avoir $\frac{n_B}{\Lambda} \Big|_{T \ll m_X} = \frac{n_X}{\Lambda} \Big|_{T \gg m_X} \cdot E_{cp}$, on avait supposé qu'il n'y avait que des $X \rightarrow i_1 i_2$ et $\bar{X} \rightarrow \bar{i}_1 \bar{i}_2$ ($E_{cp} = \frac{\Gamma(X \rightarrow i_1 i_2) - \Gamma(\bar{X} \rightarrow \bar{i}_1 \bar{i}_2)}{\Gamma_X^{tot}} \cdot (B_{i_1} + B_{i_2})$)
- ↳ Il faut être hors équilibre thermique
- ↳ Si $\Gamma_{X \rightarrow i_1 i_2} > H$, alors $X \leftrightarrow i_1 i_2$ et $X \leftrightarrow i_3 i_4$. Dans ce cas, même si on produit plus de $i_1 i_2$ que de $\bar{i}_1 \bar{i}_2$ (asymétrie), on aura statistiquement plus de $i_1 i_2 \rightarrow X$ que de $\bar{i}_1 \bar{i}_2 \rightarrow \bar{X}$
 - L'asymétrie est réduite à 0 par effet statistique.
 - ⇒ Il faut $\Gamma_{X \rightarrow i_1 i_2} < H$ pour conserver l'asymétrie.
- Si $m_Y \gg m_X$, la désintégration des Y en $T \lesssim m_Y$ peut créer une asymétrie baryonique, mais les processus $i_1 i_2 \rightarrow X$, $\bar{i}_1 \bar{i}_2 \rightarrow \bar{X}$ auront tout le temps d'effacer cette asymétrie par effet statistique.

7.6 Equations de Boltzmann

→ Pour la matière noire, on avait trouvé: $z \equiv m_{DM}/T$

$$\begin{aligned} \Lambda z N(z) \frac{dY_{DM}}{dz} &= 2\gamma^{EQ} \left(1 - \frac{Y_{DM}^2}{Y_{DM}^{EQ2}}\right) \\ &= 2\gamma^{EQ} - 2\gamma^{EQ} Y_{DM}^c / Y_{DM}^{EQc} \end{aligned}$$

où: +2: # de particule de DM apparaissant par $SM SM \rightarrow DM DM$

-2: # de particule de DM apparaissant par $DM DM \rightarrow SM SM$

$\gamma^{EQ} = n_{DM}^{EQ} \langle \sigma_{DM DM \rightarrow SM SM} \cdot v \rangle$: # de transitions de $DM DM \rightarrow SM SM$ à l'équilibre thermique, par temps par volume.

$\gamma^{EQ} \frac{Y_{DM}^2}{Y_{DM}^{EQc}}$: # de transition $DM DM \rightarrow SM SM$ hors équilibre (pour non quelconque).

→ Pour une particule X, on aura de manière analogue: $z \equiv m_X/T$

$$\Lambda z N(z) \frac{dY_X}{dz} = \gamma_D^{EQ} \left(1 - Y_X / Y_X^{EQ}\right)$$

où: ± 1 : # de X apparaissant dans $X \rightarrow \dots$

$$\gamma_D^{EQ} = n_X^{EQ} \langle \Gamma_X^{tot} \rangle = n_X^{EQ} \cdot \Gamma_X^{tot} \langle m_X / E_X \rangle \leftarrow \text{inverse? à check!}$$

si X relativiste: boost

→ Le nombre baryonique, pour $X = \bar{X}$ et $B_{i1} = 1$, $B_{i2} = 0$ (asymétrie baryonique dans $i_1 - \bar{i}_1$), est donné par:

$$\Lambda z N(z) \frac{dY_B}{dz} = \gamma_D^{EQ} \left(\frac{Y_X}{Y_X^{EQ}} - 1 \right) \cdot \frac{E_X}{Y_{i1}^{EQ}} - \frac{Y_B}{Y_{i1}^{EQ}} \cdot \gamma_{D,B}^{EQ}$$

$$\text{où: } \gamma_{D,B}^{EQ} = n_X^{EQ} \cdot \Gamma_{X,B} \langle E_X / m_X \rangle \text{ avec } \Gamma_{X,B} \equiv \Gamma_{X \rightarrow i_1 i_2}$$

↳ Le terme $-\frac{Y_B}{Y_{i1}^{EQ}} \cdot \gamma_{D,B}^{EQ}$ annule Y_B si $\left\{ \begin{array}{l} \rightarrow Y_B \text{ est crée} \\ \rightarrow \Gamma_{X,B} > 0 \end{array} \right.$

En effet, l'asymétrie de i_1 est petite:

$$n_B = \Delta n_{i_1} = n_{i_1} - n_{\bar{i}_1} \ll n_{i_1}^{EQ} \text{ et } \left\{ \begin{array}{l} n_{i_1} = n_{i_1}^{EQ} + \Delta n_{i_1} / 2 \\ n_{\bar{i}_1} = n_{i_1}^{EQ} - \Delta n_{i_1} / 2 \end{array} \right.$$

$$\text{et on a } i_1 i_2 \rightarrow X \rightsquigarrow \gamma_{D,B}^{EQ} \left(1 + \frac{\Delta n_{i_1}}{2 n_{i_1}^{EQ}}\right)$$

$$\bar{i}_1 \bar{i}_2 \rightarrow \bar{X} \rightsquigarrow \gamma_{D,B}^{EQ} \left(1 - \frac{\Delta n_{i_1}}{2 n_{i_1}^{EQ}}\right)$$

$$(\text{rappel: } \gamma_{D,B}^{EQ} = n_{i_1}^{EQ} \langle \Gamma_{X \rightarrow i_1 i_2} \rangle)$$

→ Le changement de $Y_B = n_B/s$ par temps par volume est :

$$\gamma_{D,B}^{\text{EQ}} \left\{ \left(-1 - \frac{\Delta n_{i1}}{2 n_{i1}^{\text{EQ}}} \right) + \left(1 - \frac{\Delta n_{i1}}{2 n_{i1}^{\text{EQ}}} \right) \right\}$$

$$= \gamma_{D,B}^{\text{EQ}} \cdot \left(-\frac{\Delta n_{i1}}{n_{i1}^{\text{EQ}}} \right) = -\gamma_{D,B}^{\text{EQ}} \frac{Y_B}{\sum n_{i1}^{\text{EQ}}}$$

→ Si $Y_B > 0$, ce terme va diminuer Y_B

Si $Y_B < 0$, ce terme va augmenter Y_B

↳ Dans tout les cas, $|Y_B| \rightarrow 0$

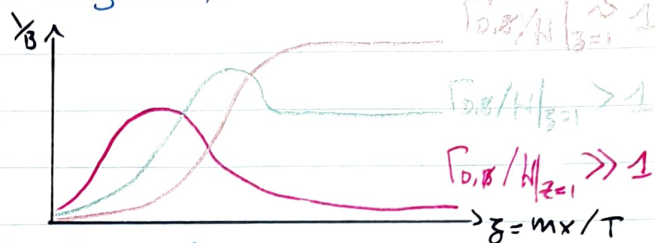
→ En intégrant ces équations de Boltzmann, on trouve :

→ Plus $\Gamma_{D,B}/H$ est grand lorsque

$z=1$ (lorsque $m_X = T$), plus il

y a de wash out

(diminution de Y_B due à l'équilibre thermique).



→ Actuellement, le modèle le plus motivé de la baryogénèse est la leptogénèse, qui pourrait en même temps donner la masse des neutrinos.