#### Colloque Grand Public, 26 juin 2012 - Collège de France

Victor Hess: rayons cosmiques, 100 ans d'une réalité insoupçonnée

# Cosmologie et structure intime de la matière : pouvons-nous les concilier?

Gabriele Veneziano





# La découverte des rayons cosmiques au milieu des trois révolutions

1900. Max Planck introduit h et entame la révolution quantique:

fin du déterminisme.

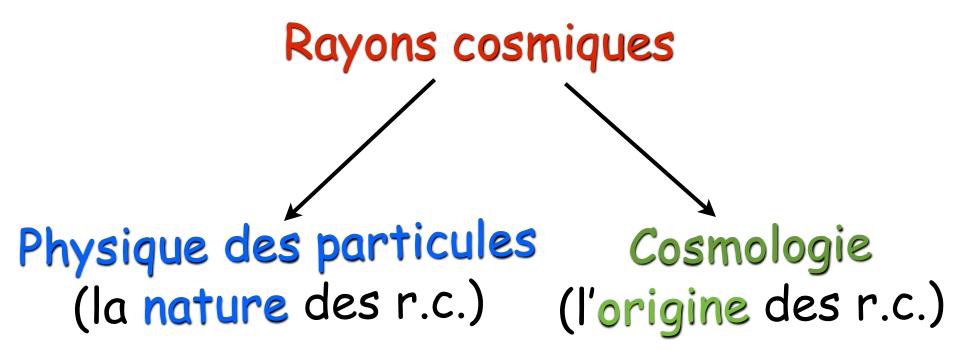
1905. Albert Einstein introduit la relativité restreinte:

fin du temps absolu.

1912: Découverte des rayons cosmiques

1915. Einstein introduit la relativité générale:

fin d'une géométrie absolue.



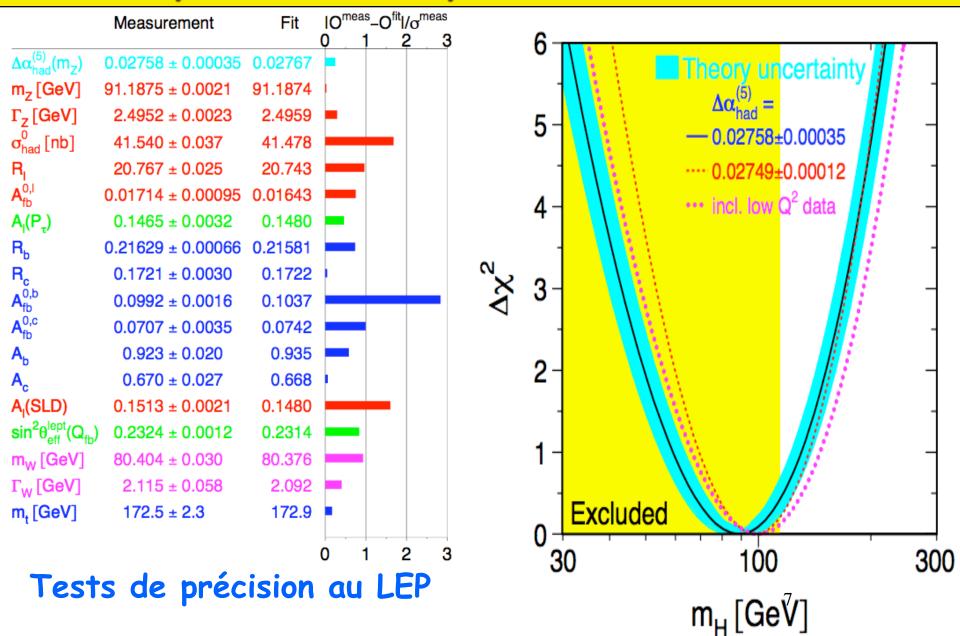
Deux chemins parallèles pendant des longues décennies

La physique des particules élémentaires (des rayons cosmiques "faits maison") à permis de comprendre les composantes les plus intimes des rayons cosmiques Le Modèle Standard des particules élémentaires marche très bien.

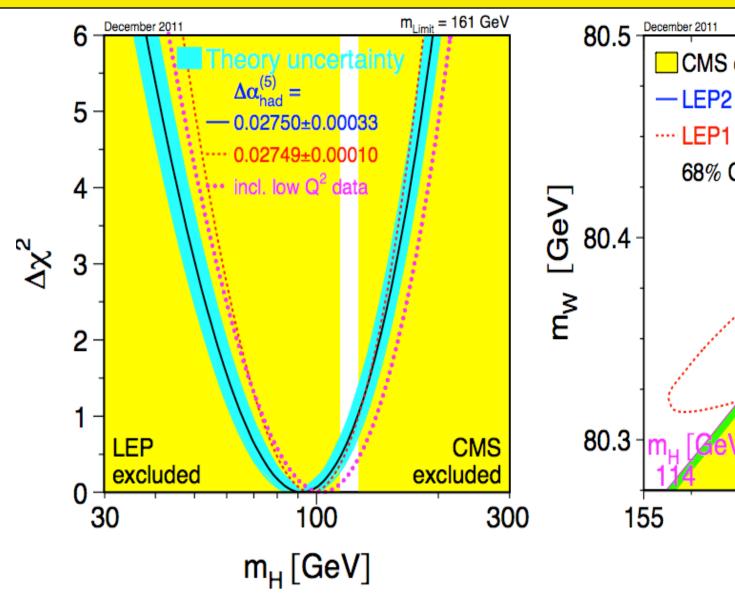
Il est basé sur la Théorie Quantique des Champs, résultat du mariage entre Mécanique Quantique et Relativité Restreinte.

Il néglige complètement la Relativité Générale (et la force gravitationnelle)

### Après les expériences au LEP

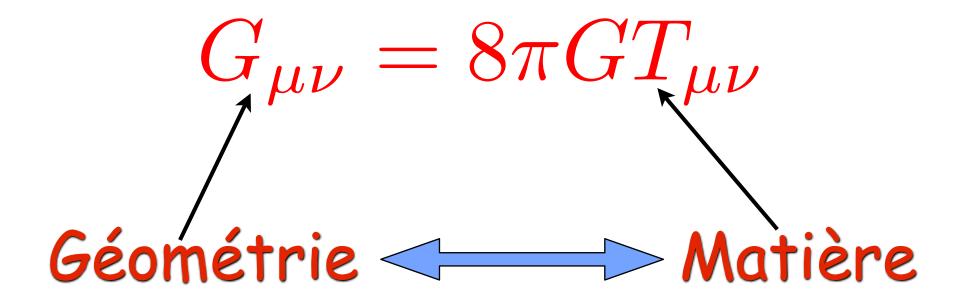


### Après la récolte 2011 au LHC



Revenons à Victor Hess: 3 ans plus tard...

### Relativité Générale



# Relativité Générale et cosmologie

A. Friedman (1922); G. Lemaître (1927)

Les équations d'Einstein impliquent un univers dynamique! (confirmé par Hubble en 1929!)

Elles impliquent aussi un Big-Bang chaud (confirmé par Penzias & Wilson en 1964) et un début du temps (!?) Avant 1929 on pensait l'univers comme étant statique ↑ et la véritable gaffe d'Einstein

$$G_{\mu\nu} - \Lambda g_{\mu\nu} = 8\pi G T_{\mu\nu}$$

Un univers exactement statique a besoin d'un réglage infiniment fin de  $\Lambda$ 

- •Il s'effondre si  $\Lambda$  est trop petite,
- •Il croit pour toujours (d'une façon exponentielle) si  $\Lambda$  est trop grande.

Dans les années '80 on ressuscite l'idée d'Einstein... avec un "petite" modification: Pourquoi? Comment?

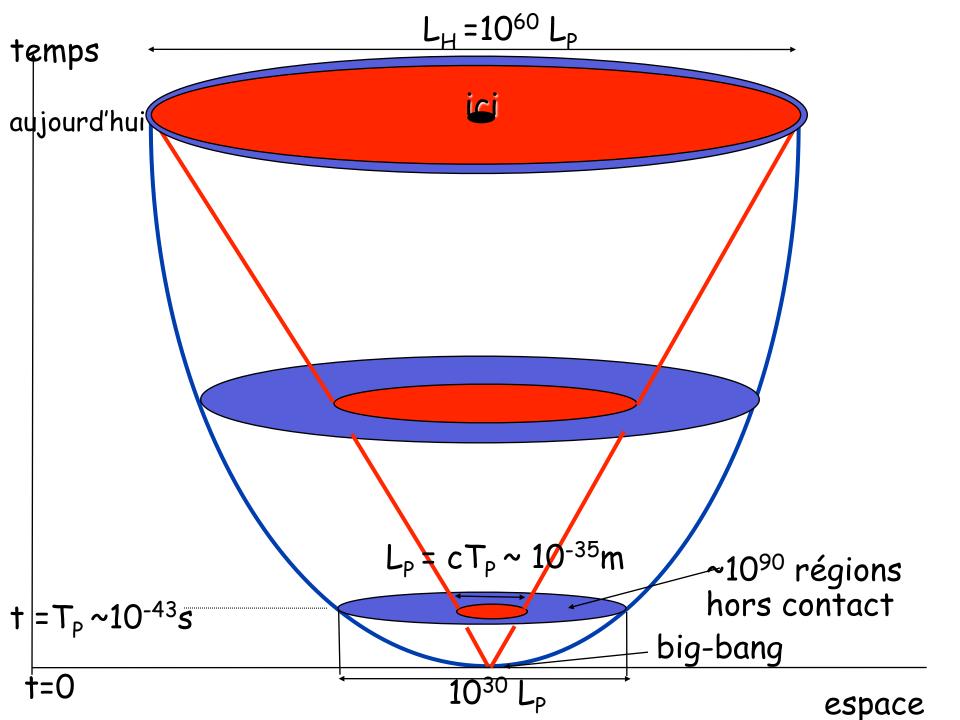
# Paradoxes du Big Bang

- L'Univers est très homogène à grande échelle: la température du fond diffus de radiation varie seulement de 1/100.000 (des dizaines de  $\mu$ K) selon la direction de sa provenance.
- Cette propriété d'homogénéité est mise à la main (comme condition initiale) dans le modèle du Big Bang!

#### Or, si

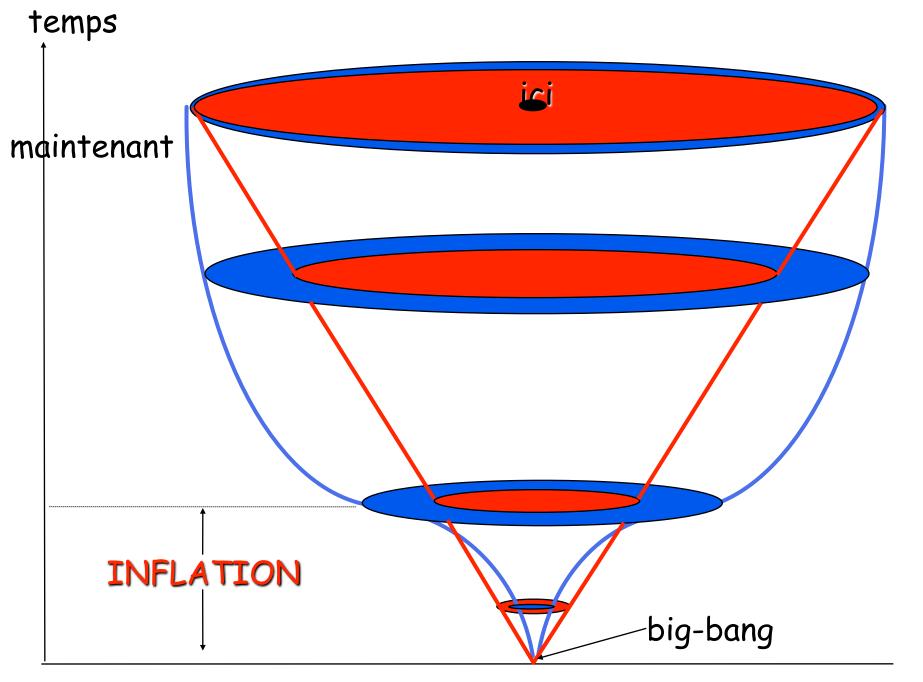
- Il y a eu un <mark>début du temps</mark> au Big Bang et
- L'expansion de l'univers a toujours été décéléré, alors
  - L'univers a toujours été trop grand pour pouvoir s'homogénéiser depuis le début du temps.

La vitesse finie de la lumière a permis d'homogénéiser seulement une fraction minuscule de l'univers



Si, au contraire, l'expansion n'a pas toujours été décéléré, alors:

Le problème de l'homogénéité est facilement résolu, car l'Univers était si minuscule dans le passé lointain qu'il a pu s'homogénéiser



Une constante cosmologique A donne une expansion accélérée et peut résoudre le problème de l'homogénéité Mais elle nous amène rapidement vers un univers très froid et très vide.

Il faudrait pouvoir l'éteindre...

Dans les années '80 la physique des particules vient au secours de la cosmologie.

### Le modèle inflationnaire de l'univers

# Un changement de perspective. Au lieu de

$$G_{\mu 
u} - \Lambda g_{\mu 
u} = 8\pi G T_{\mu 
u}$$
 Géométrie on écrit Matière  $G_{\mu 
u} = 8\pi G \left( T_{\mu 
u} + rac{\Lambda}{8\pi G} g_{\mu 
u} 
ight) \equiv 8\pi G T'_{\mu 
u}$ 

 $\Lambda$  passe du coté de la géométrie au coté de la matière (où on applique la théorie des champs)

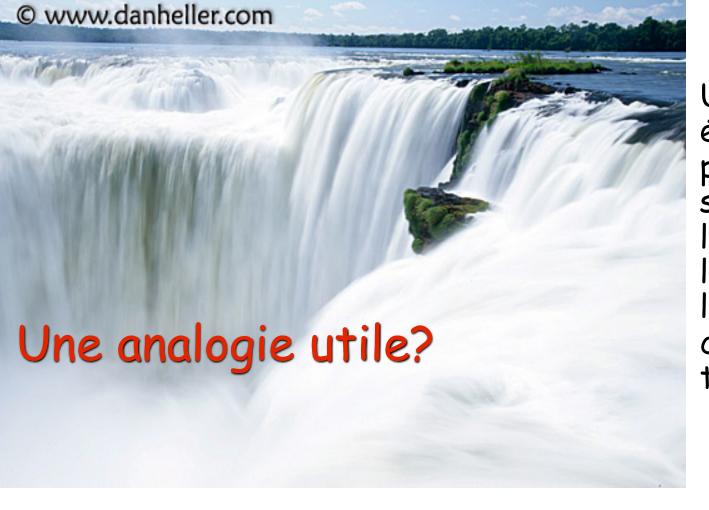
Dans la Théorie Quantique des Champs la dualité onde-particule de la MQ devient une dualité champ-particule

champ électromagnétique <-> photon champ nucléaire <-> gluon champ faible <-> bosons W, Z champ de Higgs <-> boson de Higgs champ gravitationnel <-> graviton?

Champ classique <-> très grand nombre de particules identiques (~BEC)

Un champ (scalaire) peut donner une contribution du type ∧ avec un grand avantage: ∧ devient "dynamique" c.a.d. une fonction du temps et peut s'éteindre après avoir fait son travail:

$$\Lambda \longrightarrow \Lambda(t) \longrightarrow 0$$



Une énorme énergie potentielle stockée dans l'eau en amont de la chute où l'énergie cinétique est très petite

 $\Rightarrow \Lambda \Rightarrow inflation$ 

Même si le mouvement est lent, tôt ou tard l'eau arrive bien au bord de la chute.

Soudain, l'énergie potentielle se transforme en énergie cinétique (-> fin de l'inflation, production de chaleur).

# Reste quand même un problème

Au niveau classique l'inflation élimine toute inhomogénéité initiale. Elle est donc incapable d'expliquer l'origine des structures aux grandes échelles

Heureusement le problème est résolu par la mécanique quantique. Les fluctuations quantiques font si que

$$\Lambda(t) \longrightarrow \Lambda(t, x)$$

Les fluctuations de  $\Lambda(t, x)$  sont limitées d'abord aux petites échelles où la mécanique quantique agit. Ensuite, elles sont transférées à la géométrie, au reste de la matière, et aux grandes échelles. Ainsi, elles génèrent les différentes structures de l'univers.

Tout marche bien... sauf que nous avons du faire appel à la mécanique quantique même en ce qui concerne la géométrie

Il devient impératif de quantifier la gravité au même titre qu'on quantifie toutes les autres interactions dans le Modèle Standard.

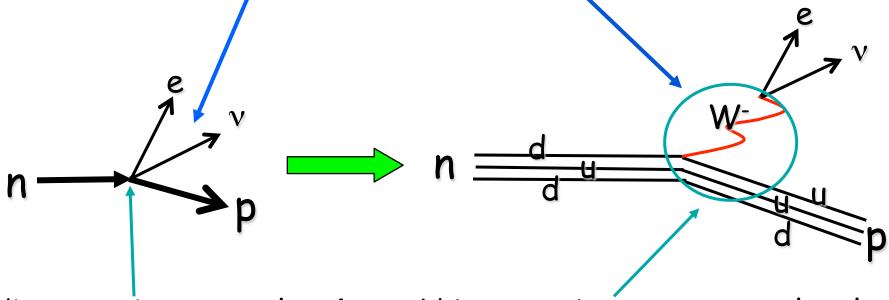
Mais des problèmes de nature théorique surgissent...

### Les problèmes de la gravitation quantique

- Le mariage entre Mécanique Quantique et Relativité Restreinte montre déjà quelque signe de faiblesse
- La création (permise par Mécanique Quantique + Relativité Restreinte) de couples de particules virtuelles avec des énergies très élevées amène à des infinis dans toute théorie de champ locale.
- Ce problème, déjà connu dans le modèle standard, est pire pour la gravitation parce que l'interaction gravitationnelle croit avec l'énergie.
- · La soit-disant "renormalisation" ne marche plus!
- · Un exemple instructif: les interactions faibles

### Désintégration du neutron:

de Fermi, ('34) au modèle standard (~'73)



L'interaction entre les 4 particules a lieu dans un seul point de l'espace-temps

L'interaction est encore locale entre 3 particules mais délocalisée par rapport aux 4.

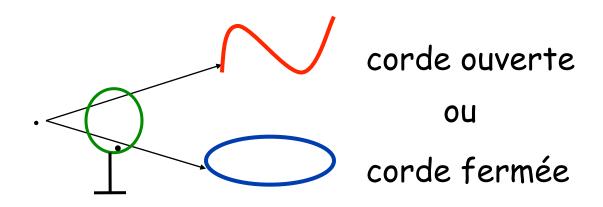
# Peut-on faire quelque chose du même genre pour la gravitation quantique?

A première vue un rêve sans espoir ... et pourtant la Théorie des Cordes semble pouvoir le réaliser

### En quoi consiste-elle?

### Postulat de base

N'importe quelle particule élémentaire, vue auparavant comme un point, n'est q'une corde vibrante assujettie aux lois de la relativité restreinte et de la mécanique quantique.



Cordes + RR + MQ = Grande Synthèse

## Deux miracles quantiques

#### 1. Taille finie

Taille caractéristique d'une corde déterminée par la mécanique quantique:

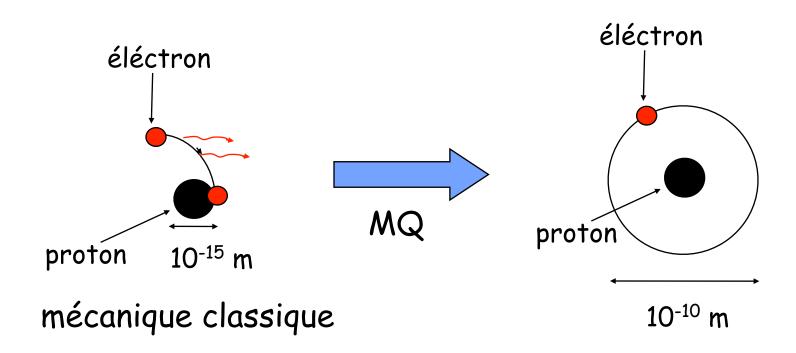
$$L_s = \sqrt{\frac{h \ c}{T}}$$

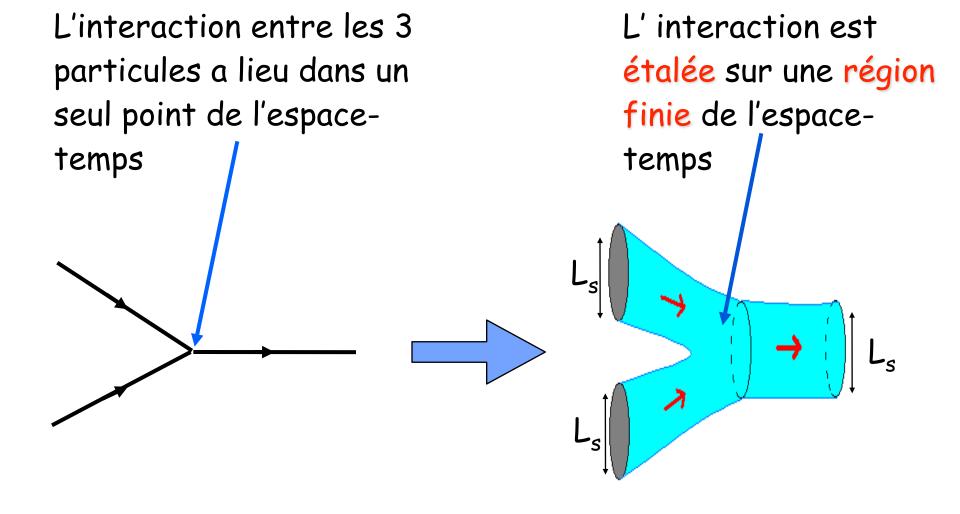
h = constante de Planck,

c = vitesse de la lumière,

T = tension de la corde.

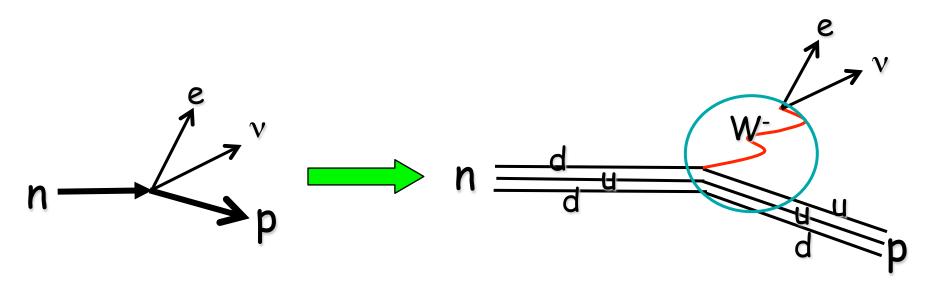
### Analogie avec les atomes





Grâce à leur taille finie les cordes évitent le clash entre gravitation et mécanique quantique

#### Délocalisation de l'interaction de Fermi portée aux extrêmes

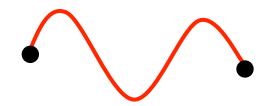


# 2. Existence de particules avec spin mais sans masse

Phénomène classiquement impossible, réalisé grâce aux fluctuations quantiques

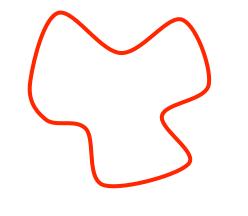
La conséquence inévitable de ces deux miracles quantiques:

#### Existence et unification des interactions



⇒le photon et les autres vecteurs des interactions non gravitationnelles

photon -> champ électromagnétique



⇒ le graviton, vecteur de l'interaction gravitationnelle

graviton -> champ gravitationnel

Une théorie unifiée et finie des particules élémentaires et de leur interactions (gravitationnels, électromagnétiques et autres), qui n'est pas seulement compatible avec, mais qui est basée sur, la Mécanique Quantique

Quelles sont ses implications cosmologiques?

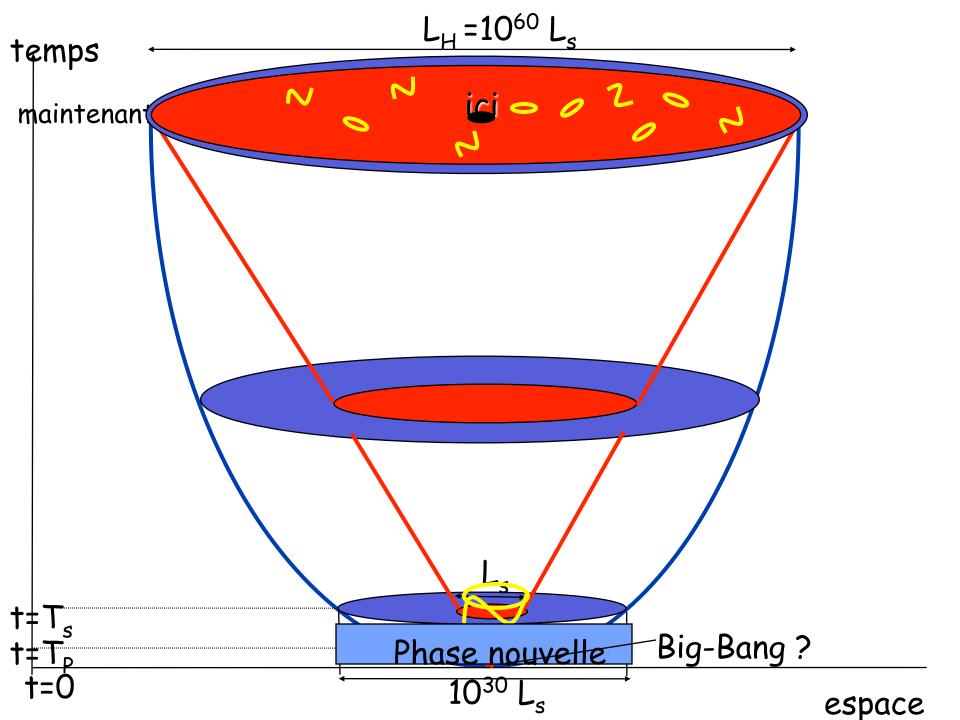
La théorie des cordes implique des modifications de la RG lorsque le rayon de courbure devient comparable à  $L_s$ 

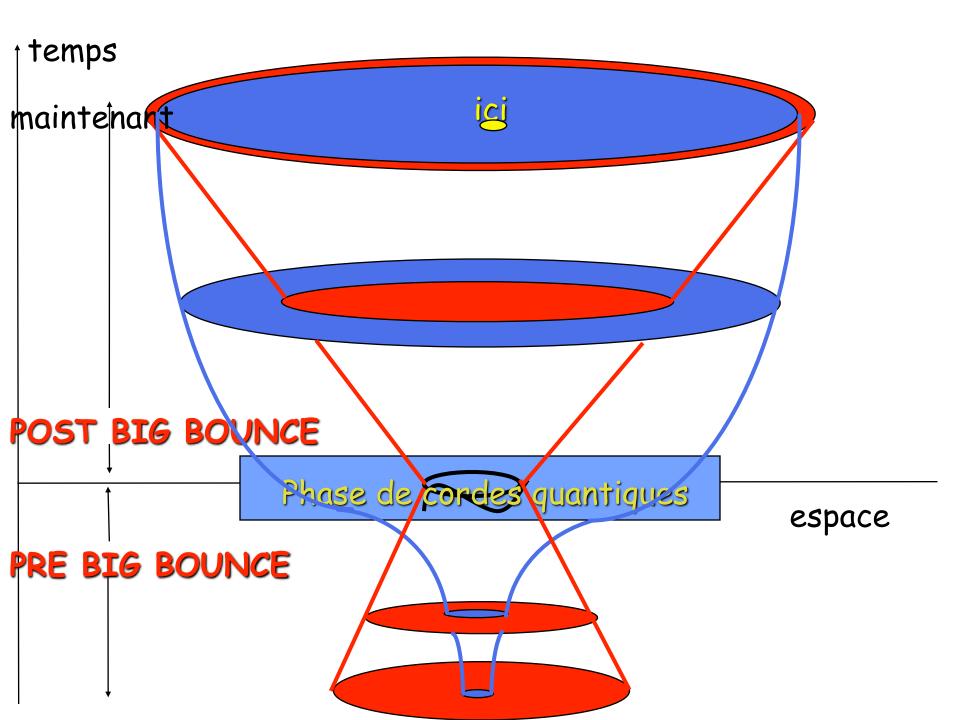
La taille minimale des cordes donne une limite supérieure à la densité et la température.

Le big bang de la théorie classique n'a plus de place

Par quoi est-il donc remplacé? La réponse est encore incertaine. Deux sont les plus probables: 1. Une phase nouvelle remplace le big bang et les concepts mêmes d'espace et de temps surgissent de cette phase comme des concepts émergents.

2. La nouvelle phase sert de "pont quantique" entre notre époque et une autre ère, une espèce d'effondrement gravitationnel d'où l'Univers aurait rebondi (le "big bounce").





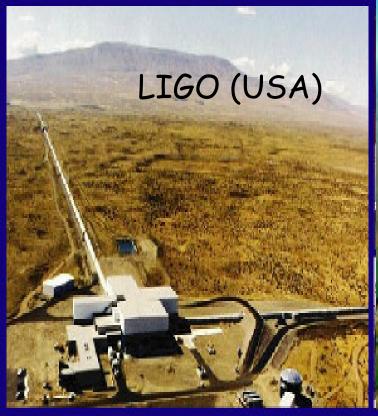
### Des traces préhistoriques?

- · La possibilité d'observer l'Univers comme il était avant le big bang relève de la science-fiction.
- Ce n'est pourtant pas le cas, grâce au phénomène de "congélation" d'un système une fois que sa taille dépasse celle de l'horizon.

 Comme un animal préhistorique préservé pendant des millions d'années, la physique de l'Univers primordial est en principe observable de nos jours.

Quelques exemples:

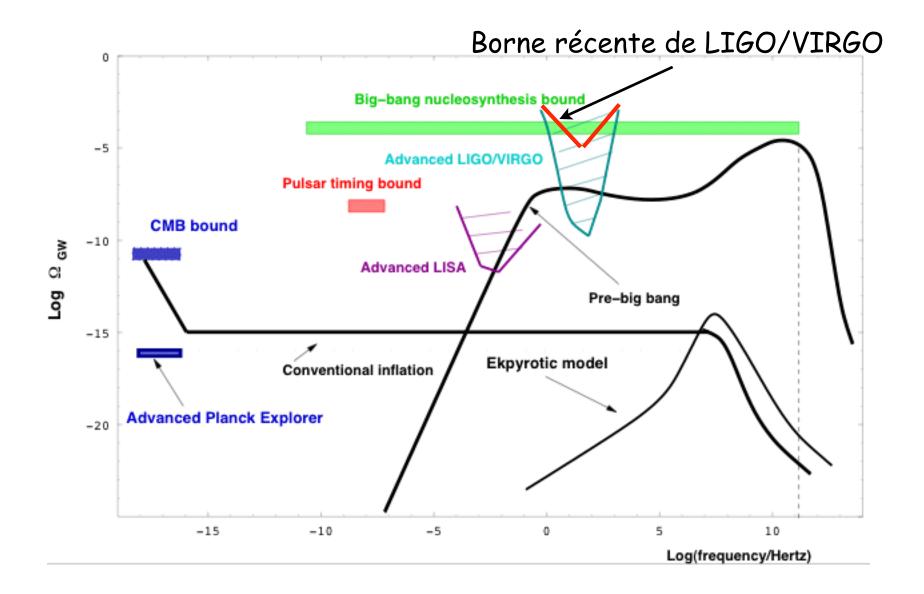
- Un fond diffus d'ondes gravitationnelles, sans doute observable d'ici une dizaine d'années par les interféromètres à terre ou dans l'espace.
- Une source nouvelle de fluctuations de densité et d'anisotropie dans le fond diffus de radiation, avec des propriétés distinctes de celles de l'inflation traditionnelle (absence de polarisation du type B)
- L'origine des champs magnétiques cosmiques reste mystérieuse: dans cette nouvelle cosmologie, des champs magnétiques sont produits au même titre que les fluctuations de densité.











#### Pour plus de détails: G.V. "Pour la Science", juin 2004 et numéro spécial de Sci-Am 2011

#### Une question pour conclure

## Qu'en penserait Einstein aujourd'hui? Persisterait-il en disant:

Dieu ne joue pas les cordes! (God doesn't play strings!)

### Ou accepterait-il qu'Elle joue aux dés et du violon en même temps?



Eglise San Zaccaria, Venice (Giovanni Bellini 1505)

### MERCI!