



Infiniment petit et
infiniment grand,
les liaisons dangereuses

S. Basa

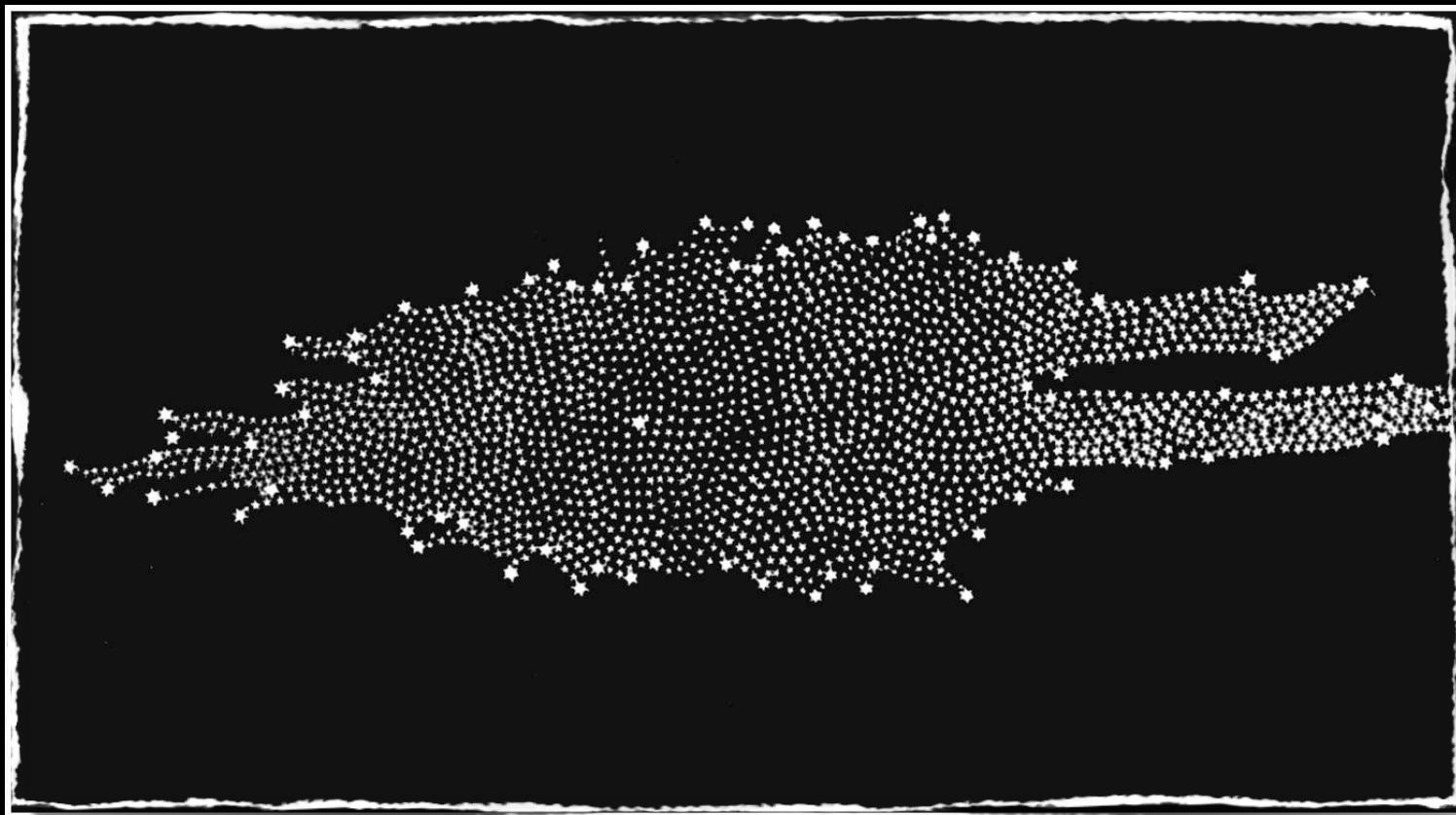
Laboratoire d'Astrophysique de Marseille
Observatoire des Sciences de l'Univers - Institut Pytheas





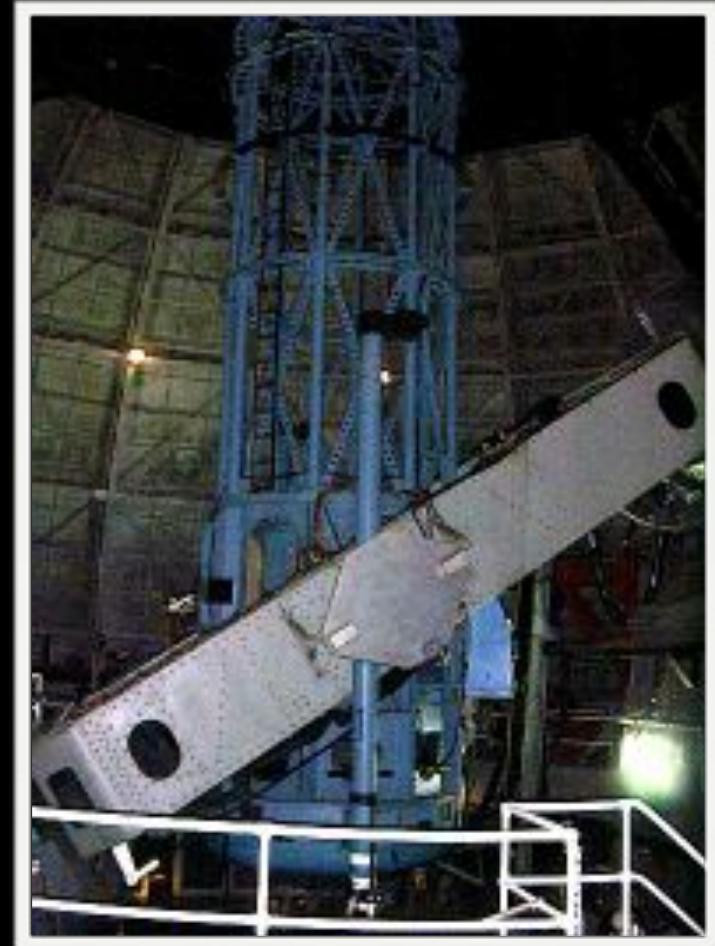
La cosmologie, une jeune science!

L'univers en 1923



Edwin Hubble

1889-1953



1923: Edwin Hubble va définitivement sortir les
nébuleuses de la Voie Lactée.

1922-1923: E. Hubble découvre dans M31 une Céphéïde de 30 jours de période, 7000 fois plus brillante que le Soleil

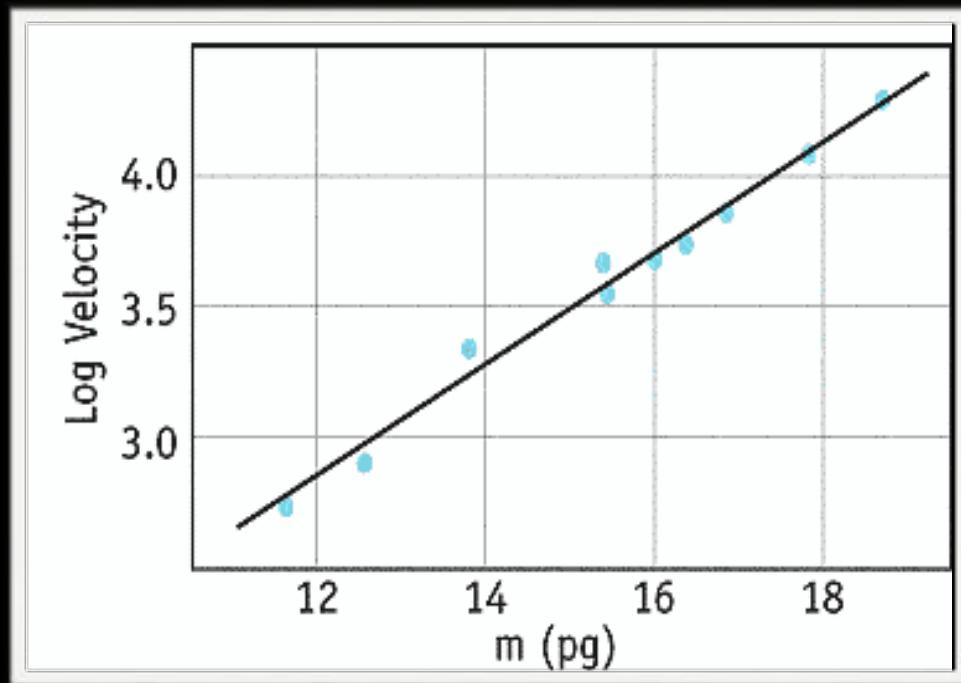


Hypothèse: les Céphéides de M31 sont identiques à celles observées dans la Galaxie.



Conclusion: M31 est à 900 000 années lumière !

La fuite généralisée des galaxies : la Loi de HUBBLE



La naissance de la Cosmologie Moderne!

Les bases de la Cosmologie

Le premier principe énonce qu'il y a un sens à envisager une cosmologie scientifique, à parler d'un Univers qui ne se réduit pas à la simple accumulation des objets existants, et que **cet Univers est intelligible**.

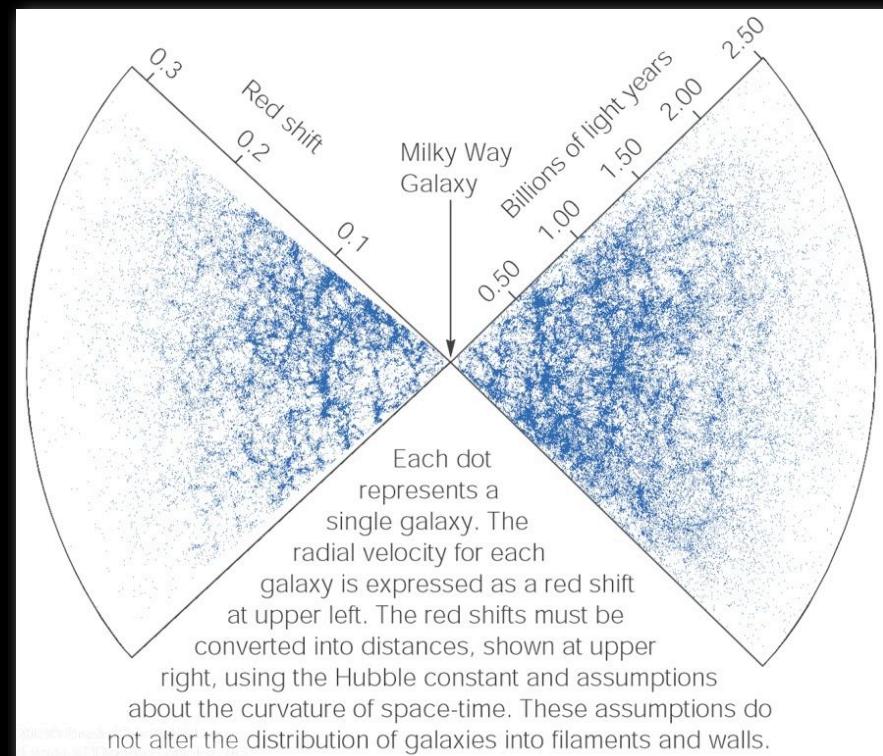
On postule que les lois physiques sont partout les mêmes:

les lois de la gravitation, de l'électromagnétisme, de la physique quantique, ... sont identiques en tout point de l'Univers.

Le Principe Cosmologique

L'Univers présente le même aspect en chacun de ses points, c'est-à-dire qu'il est homogène et isotrope.

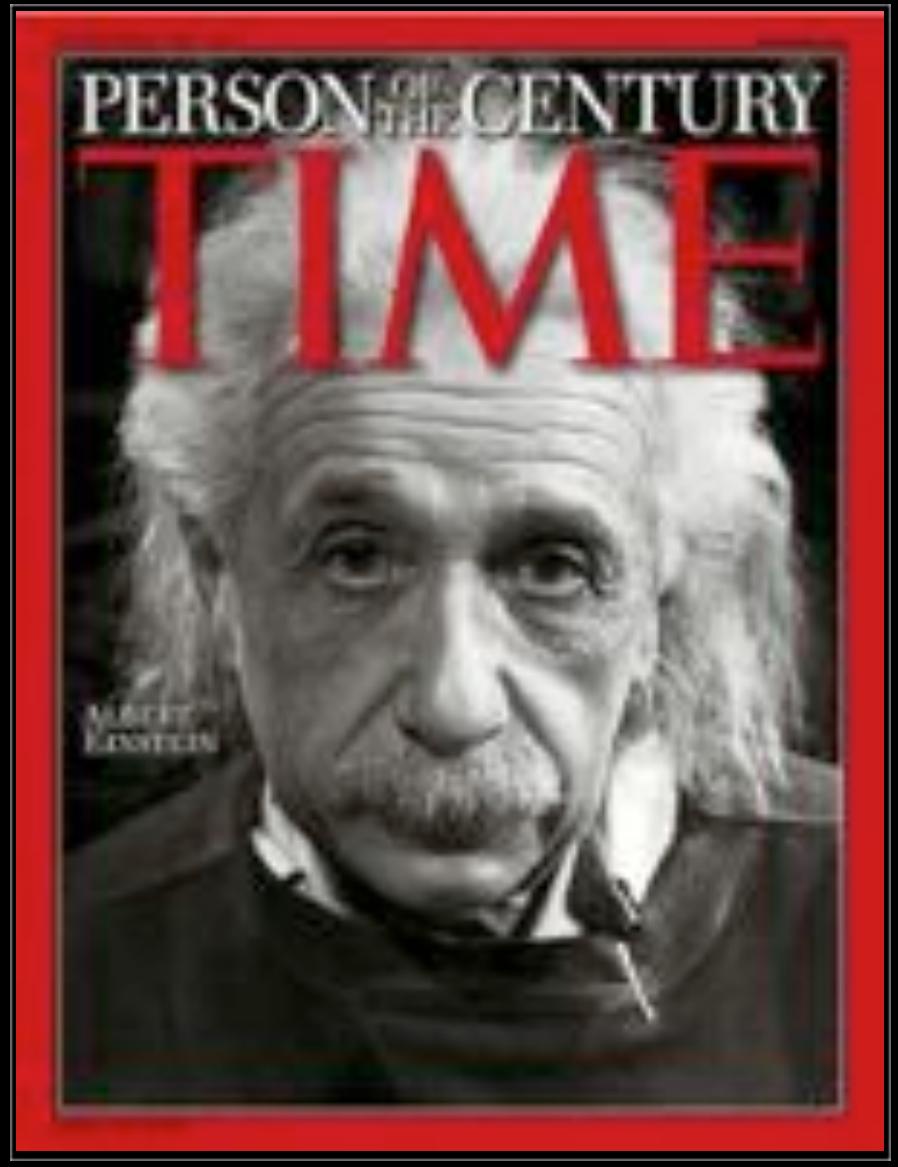
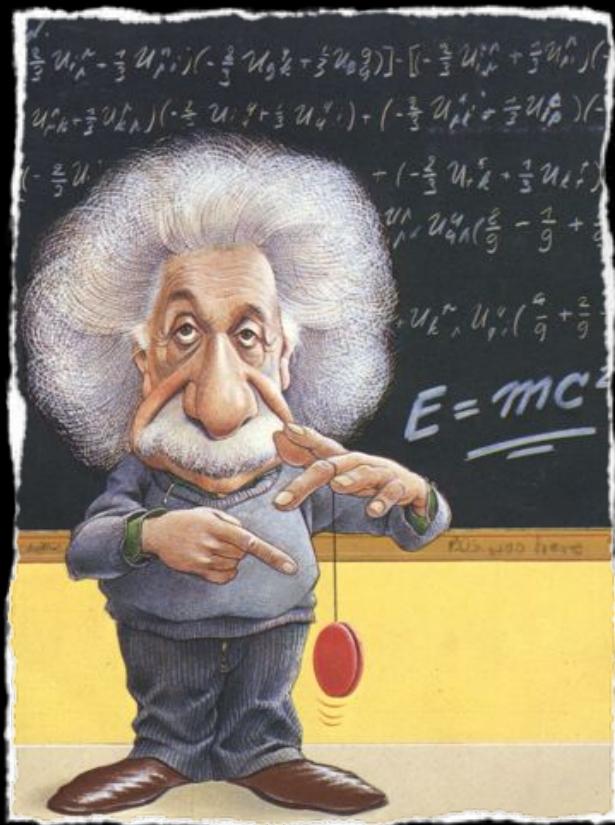
Cette homogénéité s'énonce sous la forme du
Principe Cosmologique.



Le cadre mathématique

La Relativité Générale de
Monsieur A. Einstein.

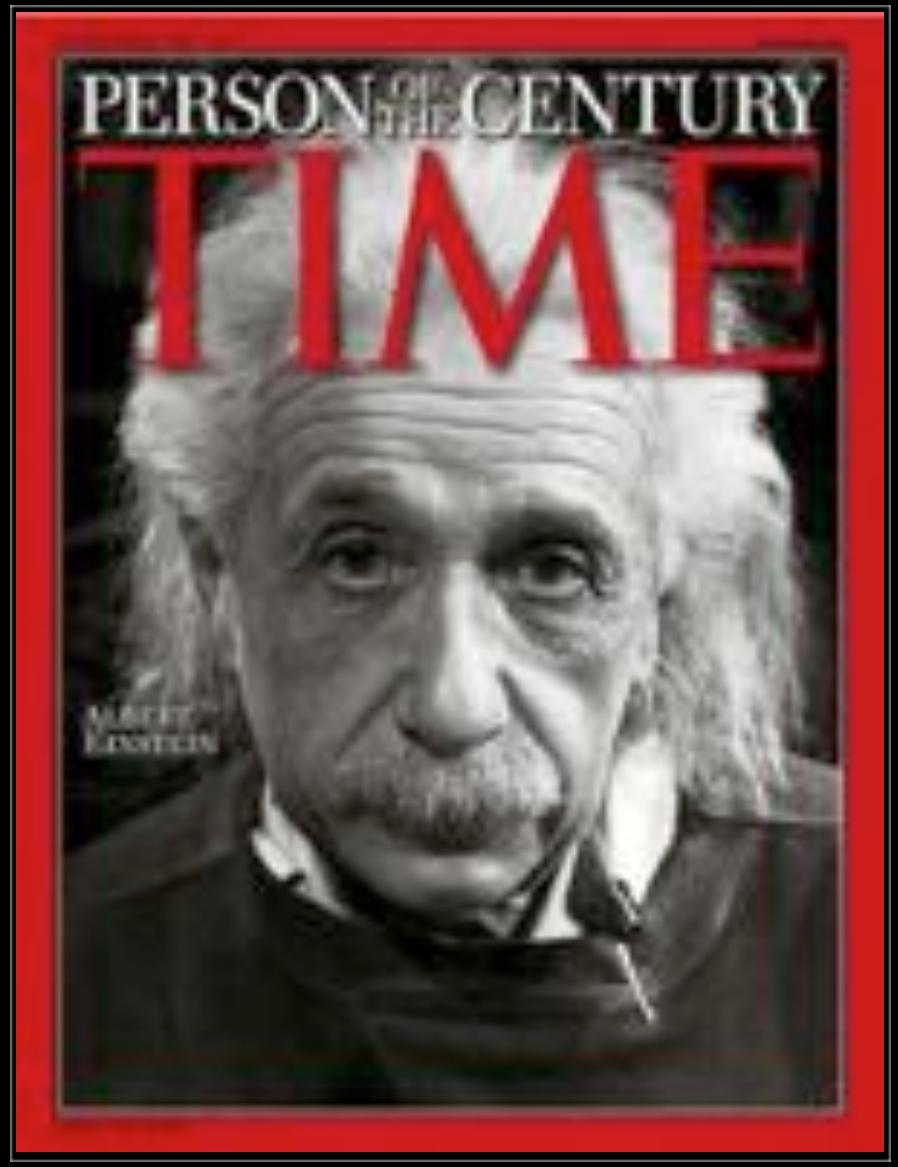
$$G_{\mu\nu} = (8 \pi G / c^4) T_{\mu\nu}$$



Le cadre mathématique

La Relativité Générale de
Monsieur A. Einstein.

$$G_{\mu\nu} = (8 \pi G / c^4) T_{\mu\nu}$$



Les pères du Modèle Cosmologique



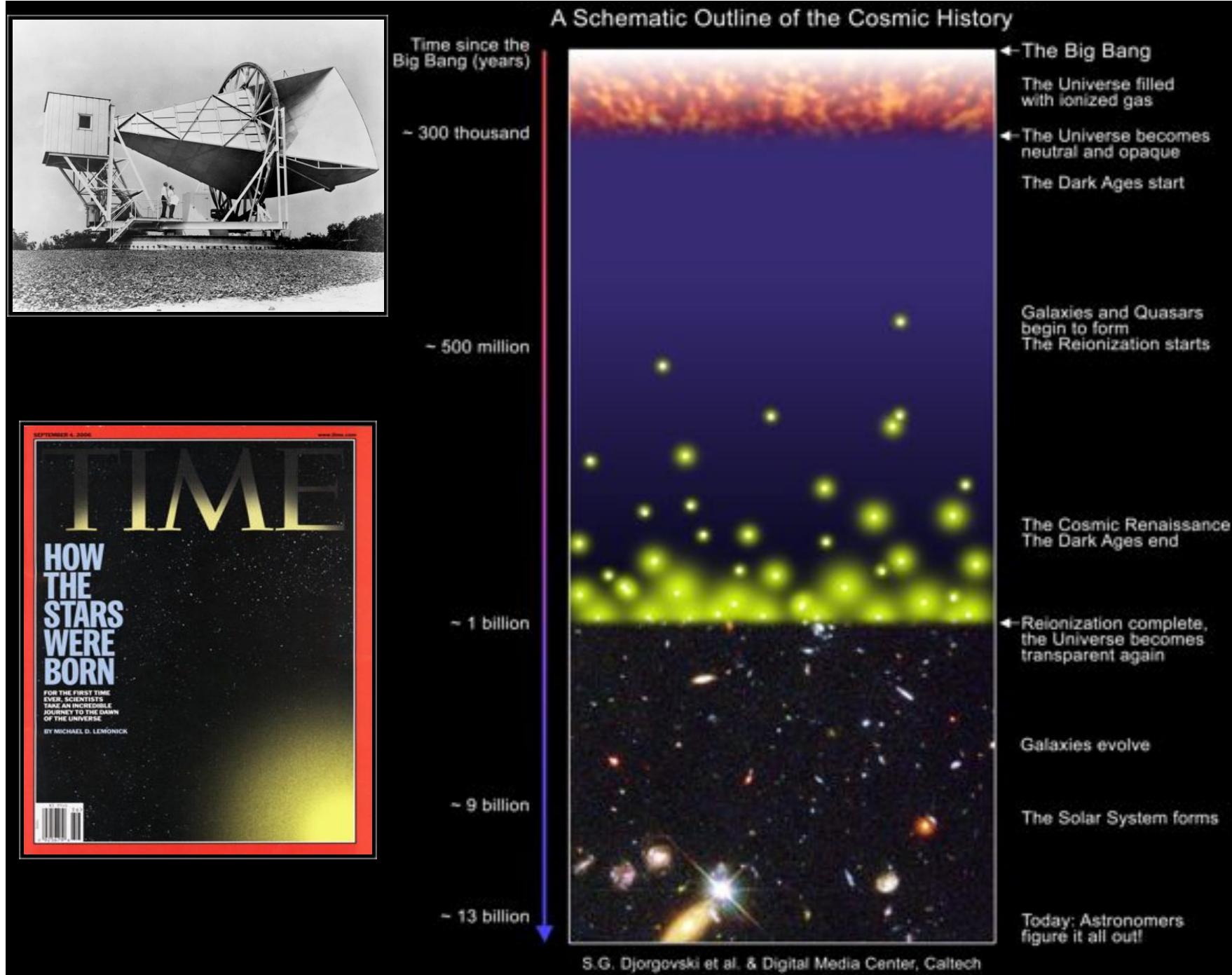
A. Friedmann



G. Gamow



G. Lemaître



L'Univers en équation

Observation: *The Universe is expanding*

Principles: *Homogeneous, isotropic*

Theory: *General Relativity*

Friedman Equation, which governs expansion:

$$H^2 \equiv \left(\frac{\dot{a}}{a} \right)^2 = \frac{8\pi G\rho}{3} - \frac{k}{a^2} + \frac{\Lambda}{3}$$

$$\Omega_M + \Omega_\Lambda + \Omega_k = 1$$

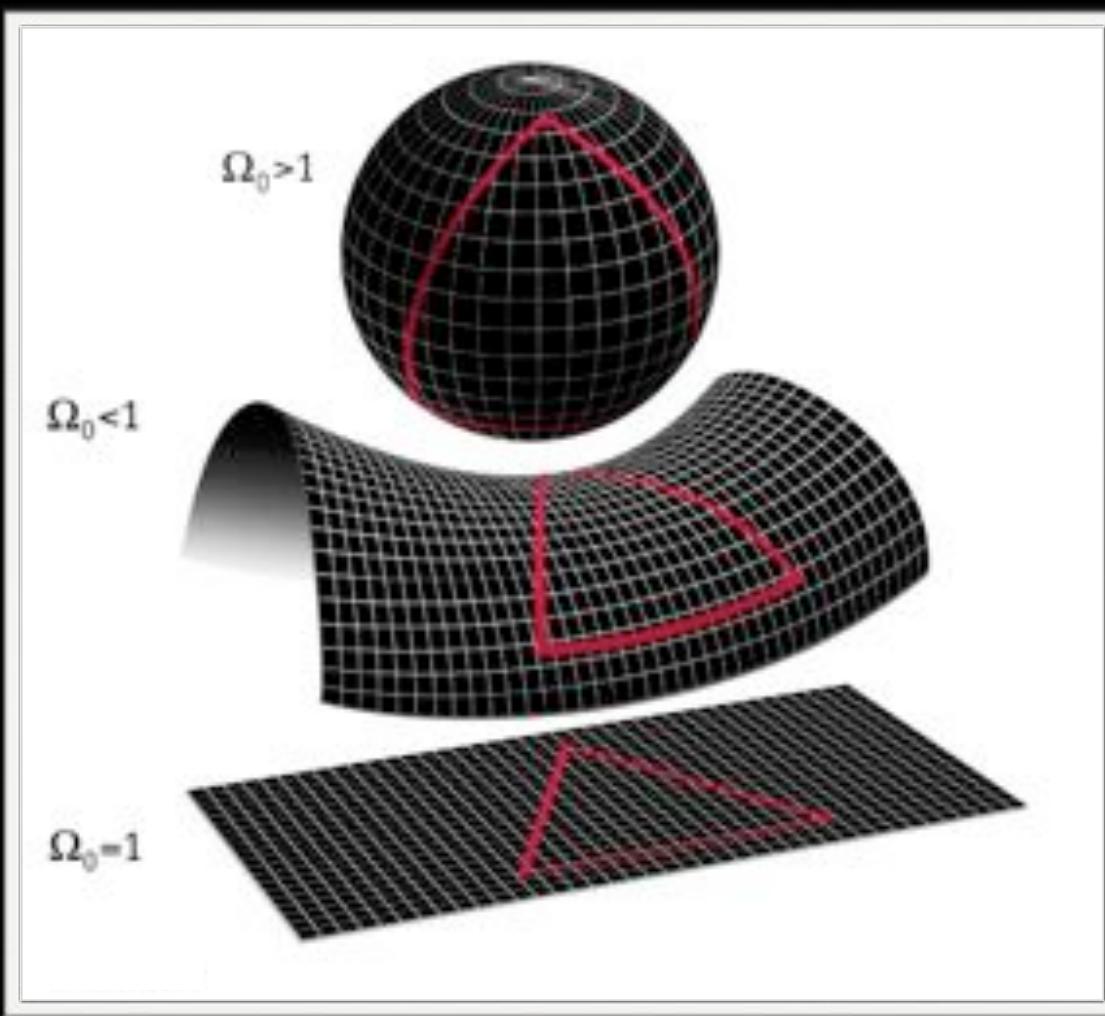
Matter Density

Cosmological Constant/ Dark Energy

Curvature

Dans quel Univers vivons-nous ?

“Peser” l’Univers, pourquoi faire?



La partie émergée de l'iceberg



La partie émergée de l'iceberg



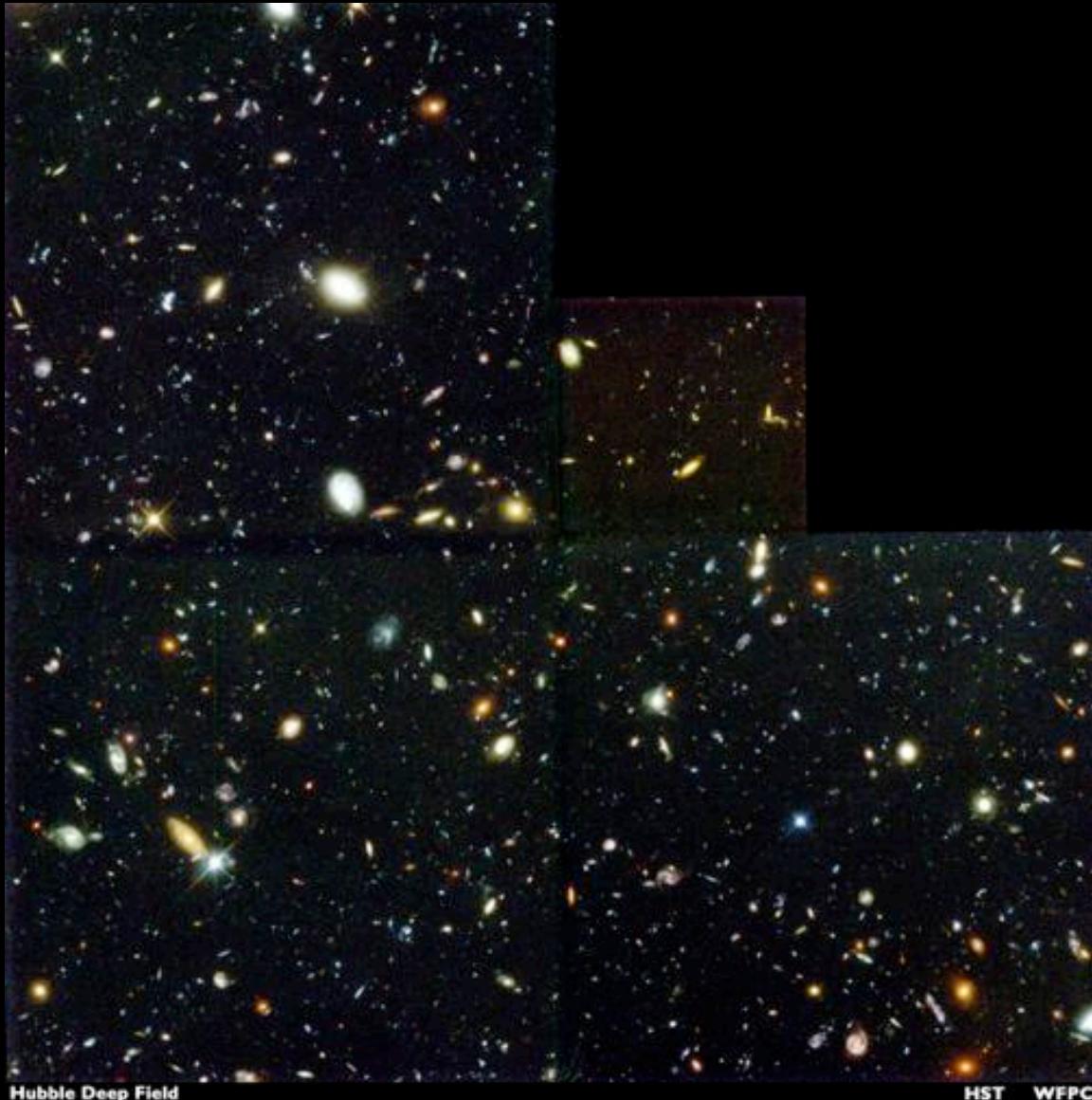
ESO PR Photo 20b/99 (30 April 1999)

Giant Interacting Galaxies NGC 6872 / IC 4970
(VLT ANTU + FORS1)

© European Southern Observatory

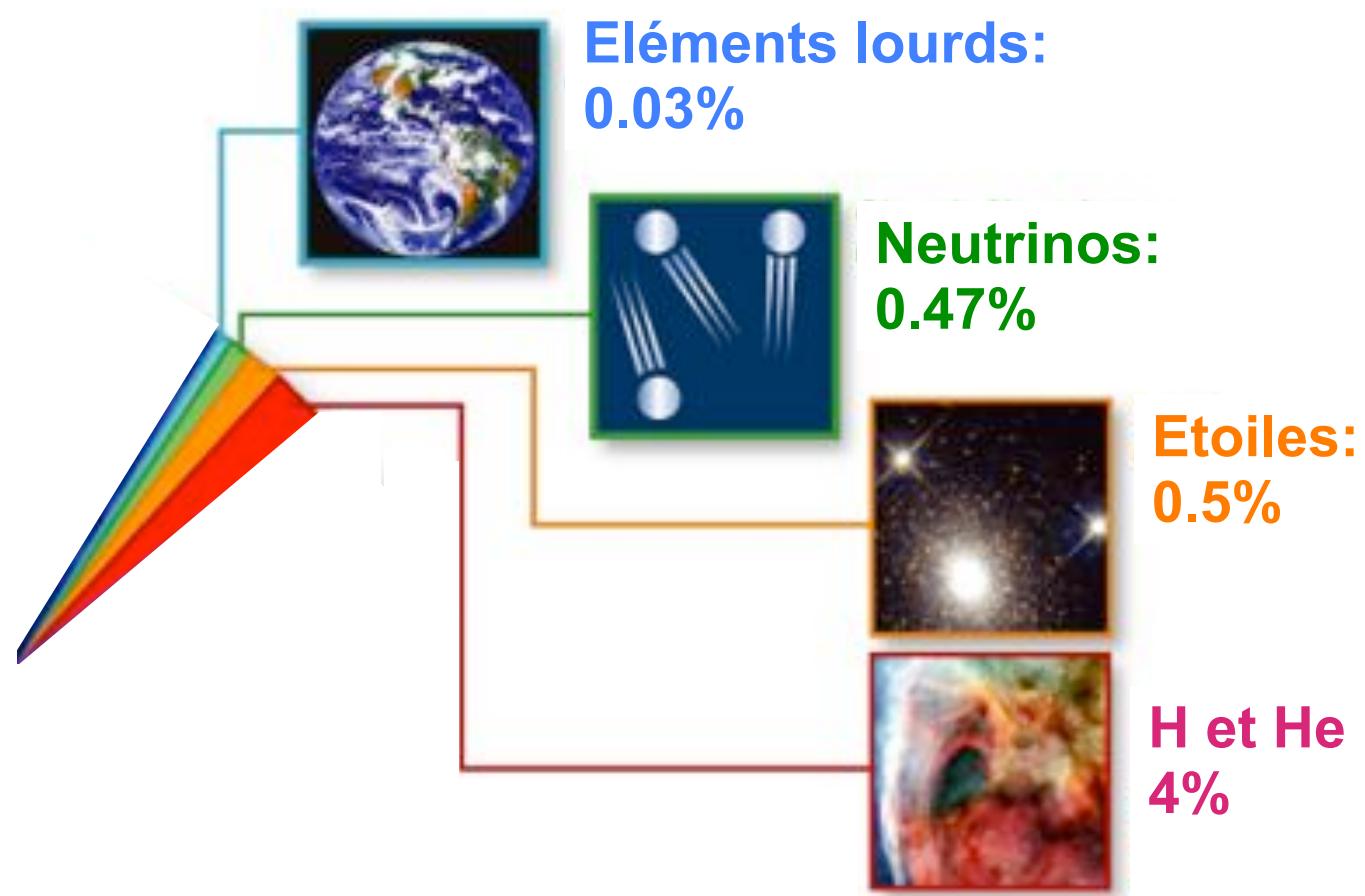


La partie émergée de l'iceberg

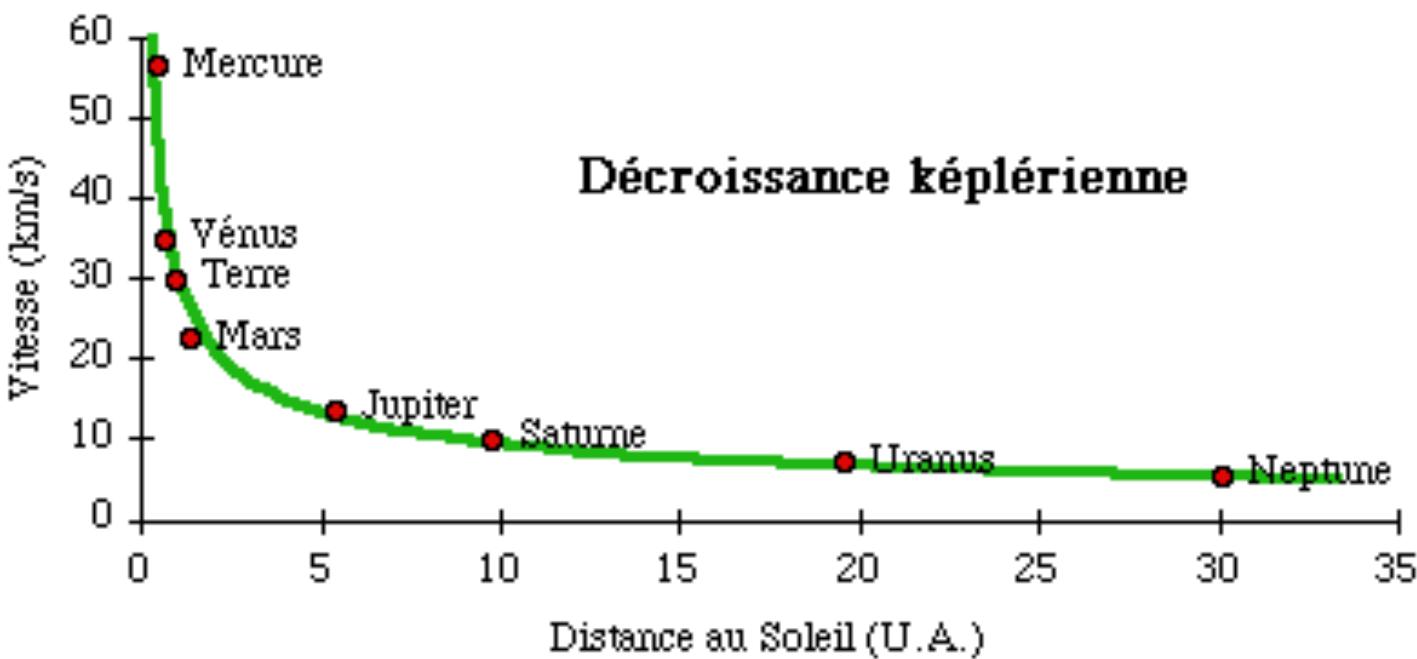


Hubble Deep Field
ST-Sci-OPD January 15, 1996 S. Williams and the HDF Team (ST-Sci) and NASA

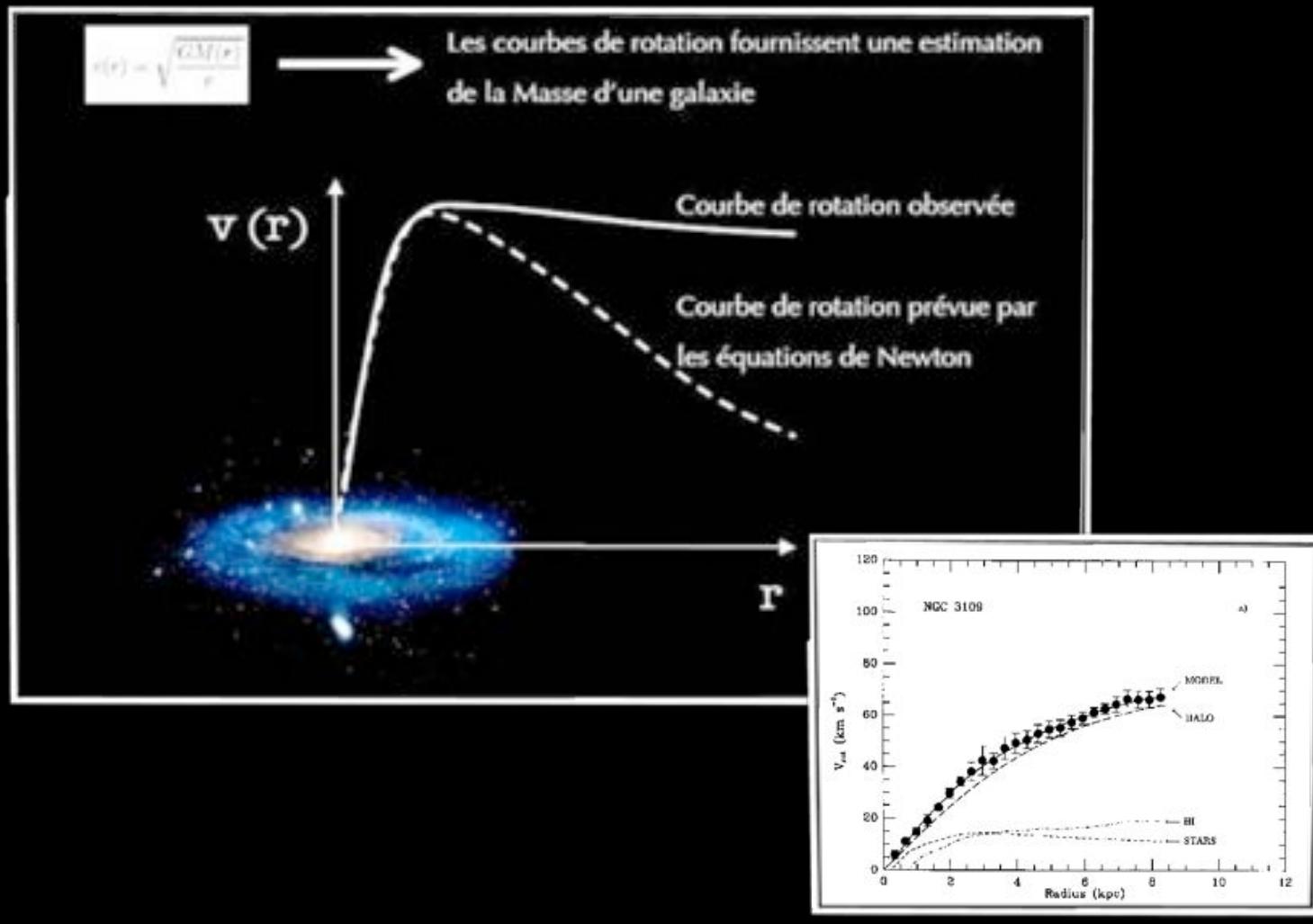
HST WFPC2



La courbe de rotation des galaxies

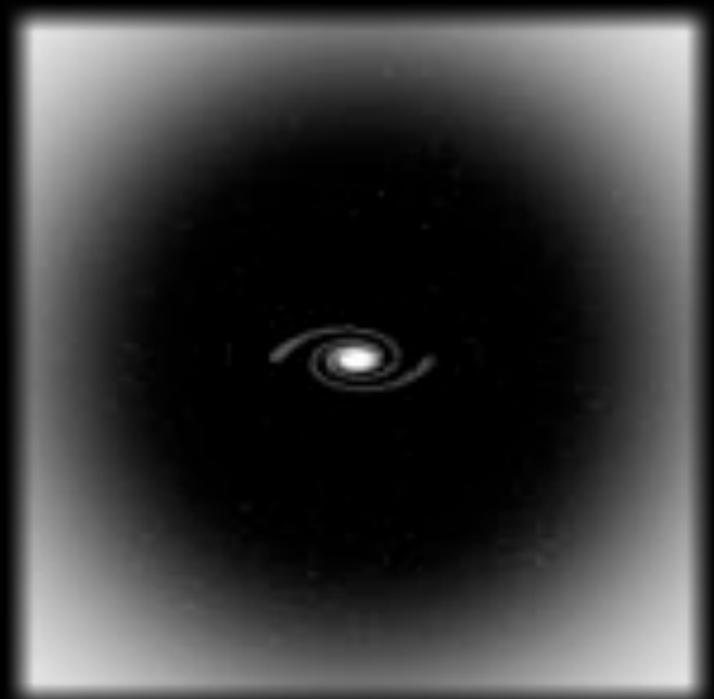
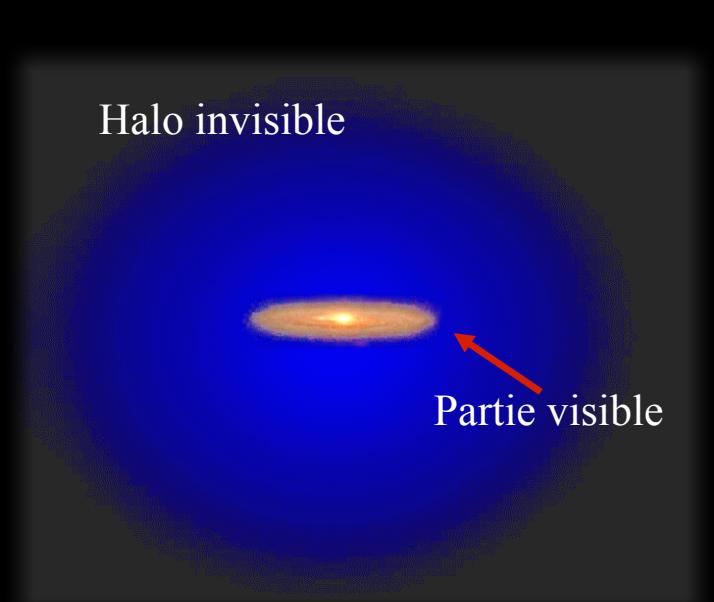


La courbe de rotation des galaxies

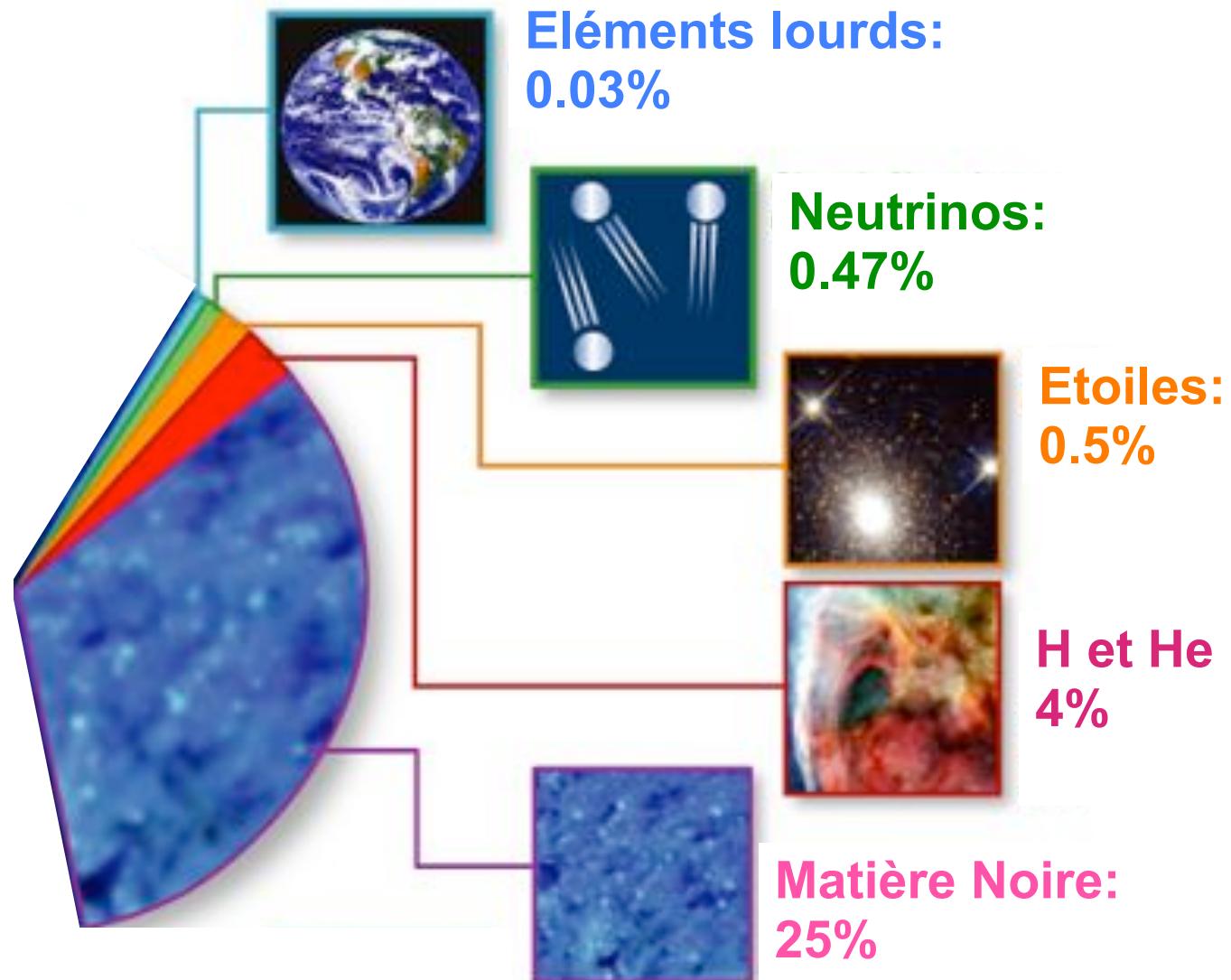


Place à la Matière Noire

- Un halo de matière invisible autour de chaque galaxie spirale.
- Fraction dominante de la masse de la galaxie.

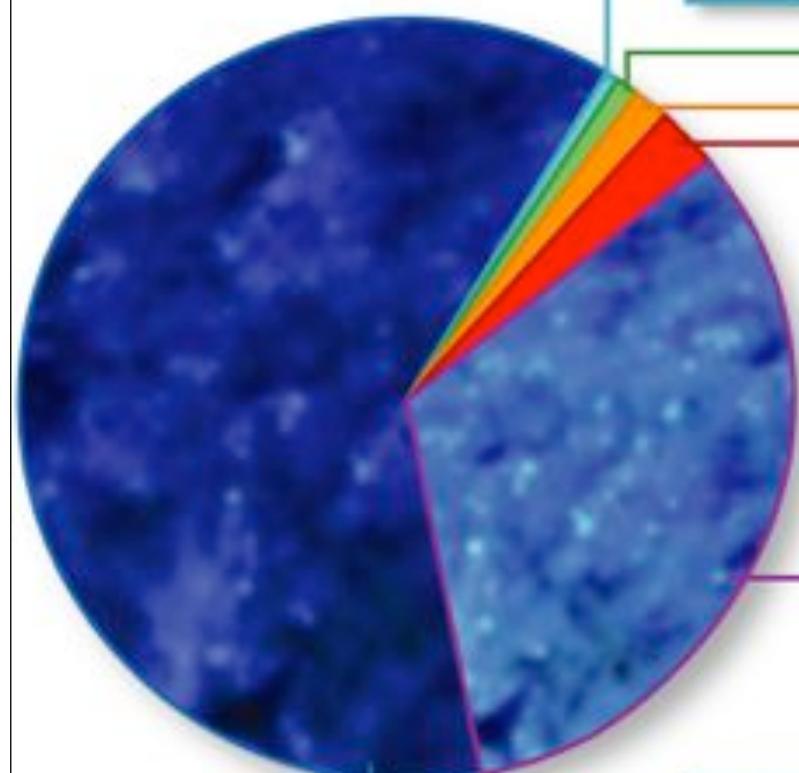












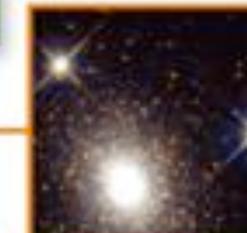
> 95%
INCONNU



Eléments lourds:
0.03%



Neutrinos:
0.47%



Etoiles:
0.5%



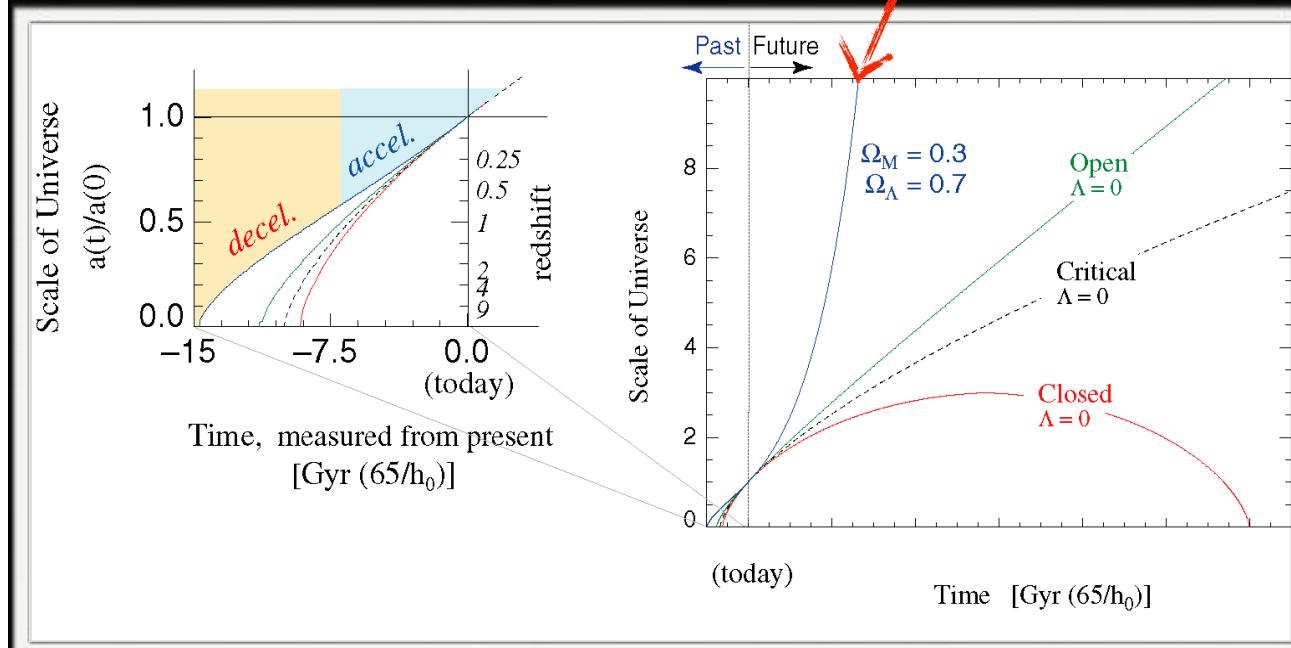
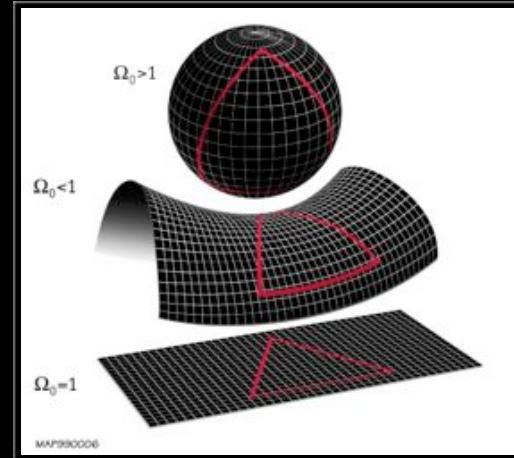
H et He
4%

Matière Noire:
25%

Energie Noire:
70%

Un Univers en expansion accélérée...

Notre Univers



Le problème de l'énergie noire et de l'énergie du vide

Why so small?

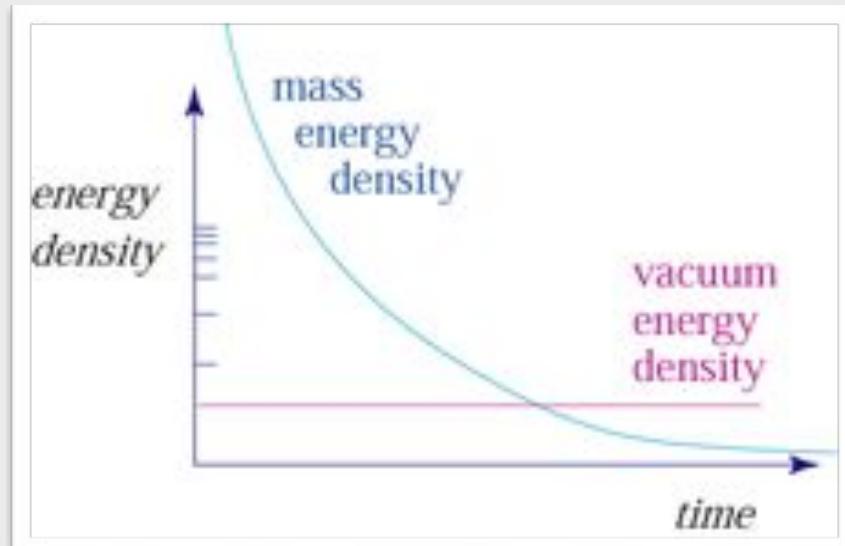
Expectation: $\rho_{\Lambda} \sim \frac{M_P c^2}{l_P^3}$

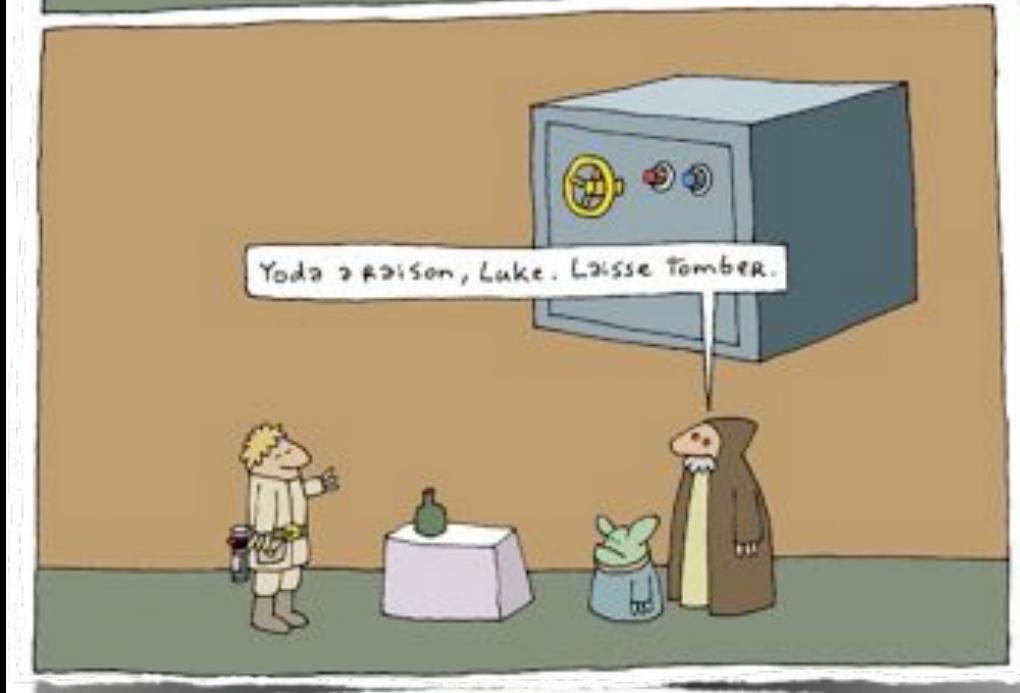
= 122 orders of magnitudes larger than the observed value!

Why now?

Matter: $\rho \sim R^{-3}$

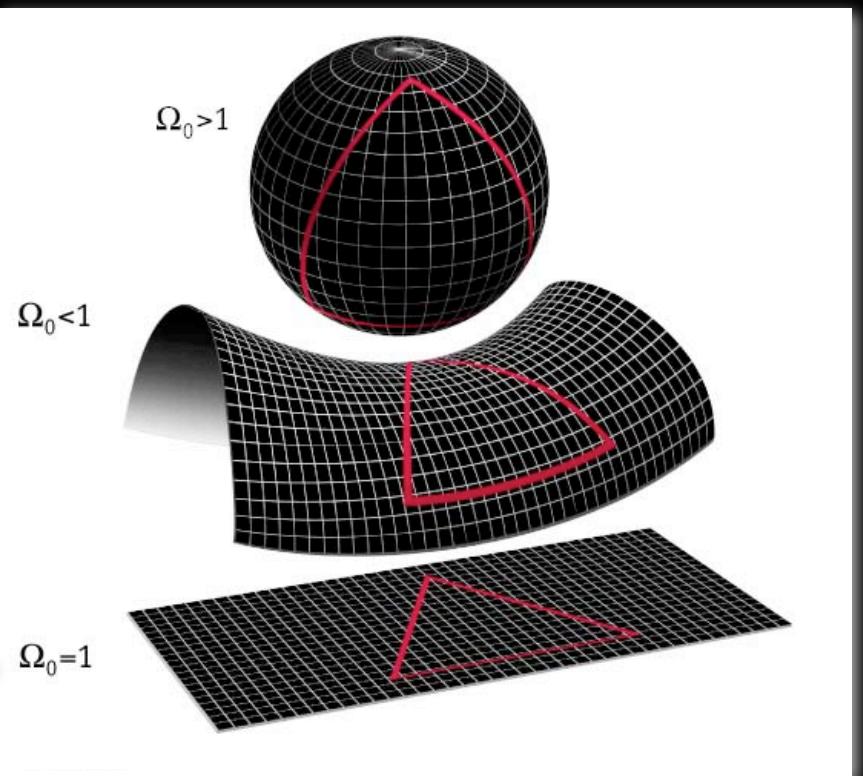
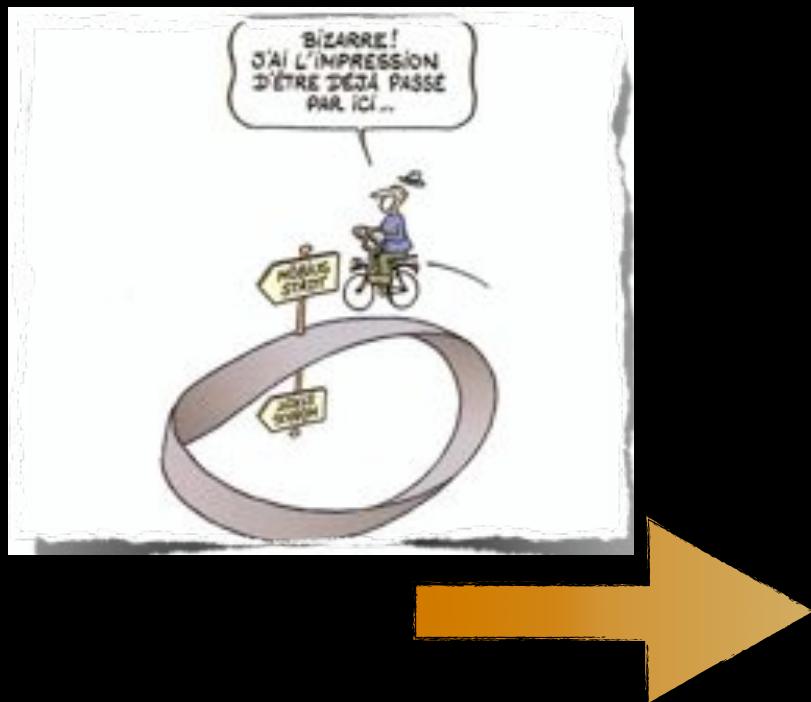
Vacuum Energy: $\rho = \text{constant}$



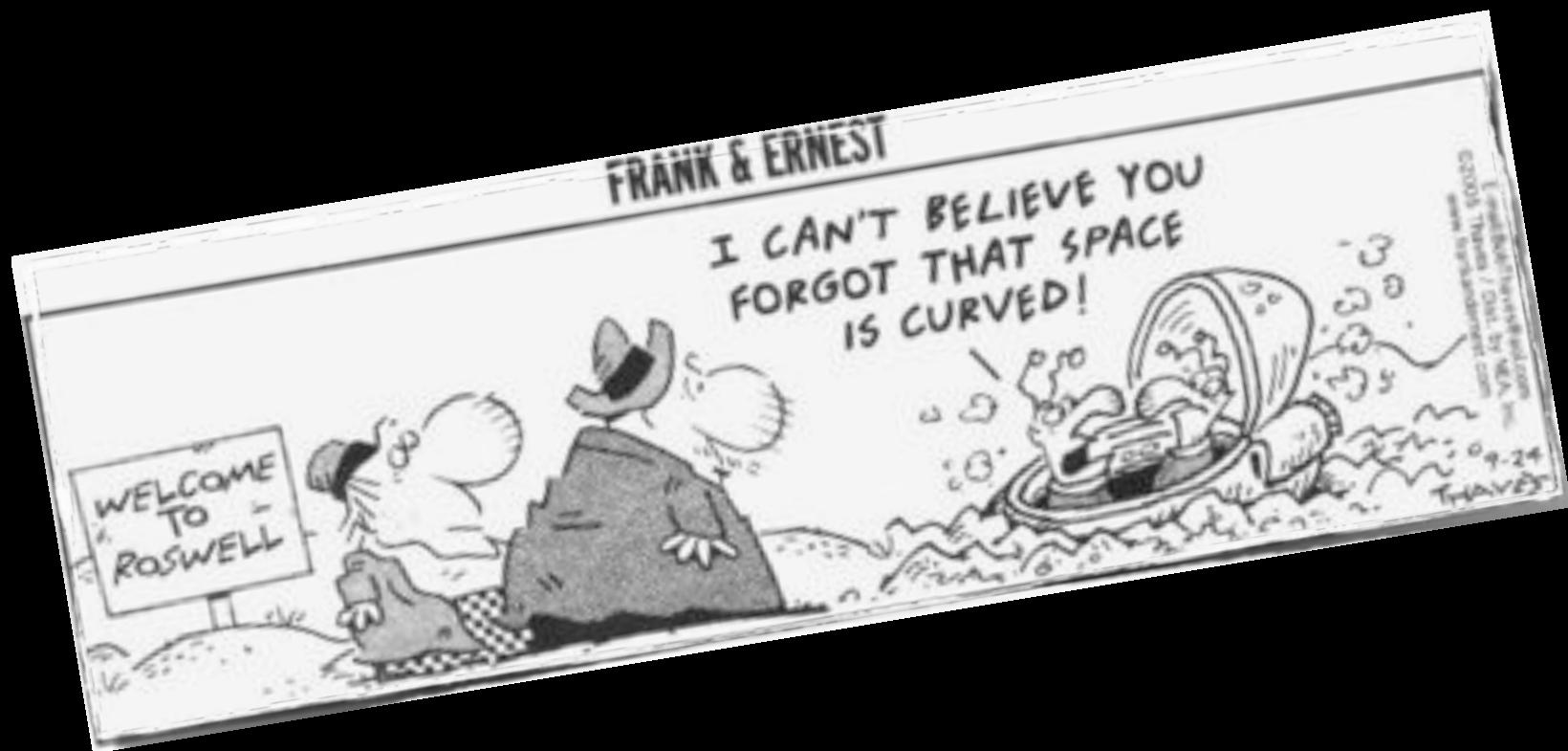


L'avenir du futur ...

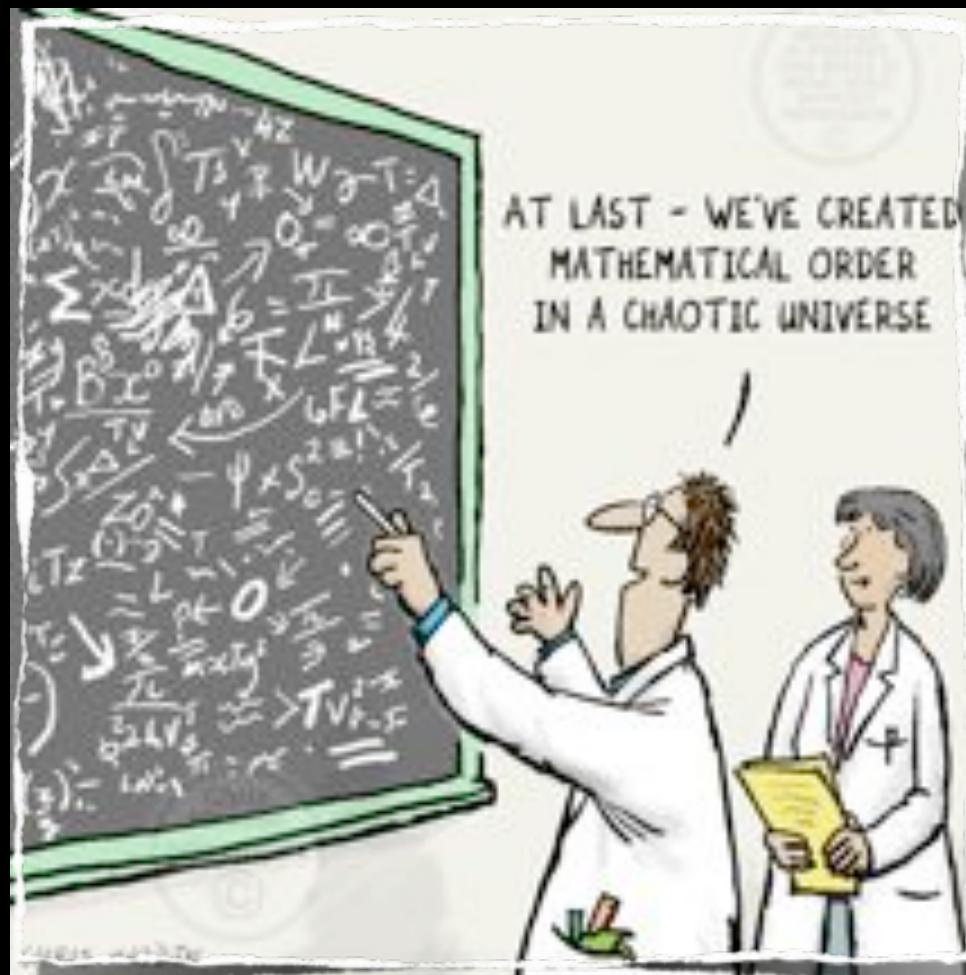
Mais attention aux interprétations trop hâtives !!!



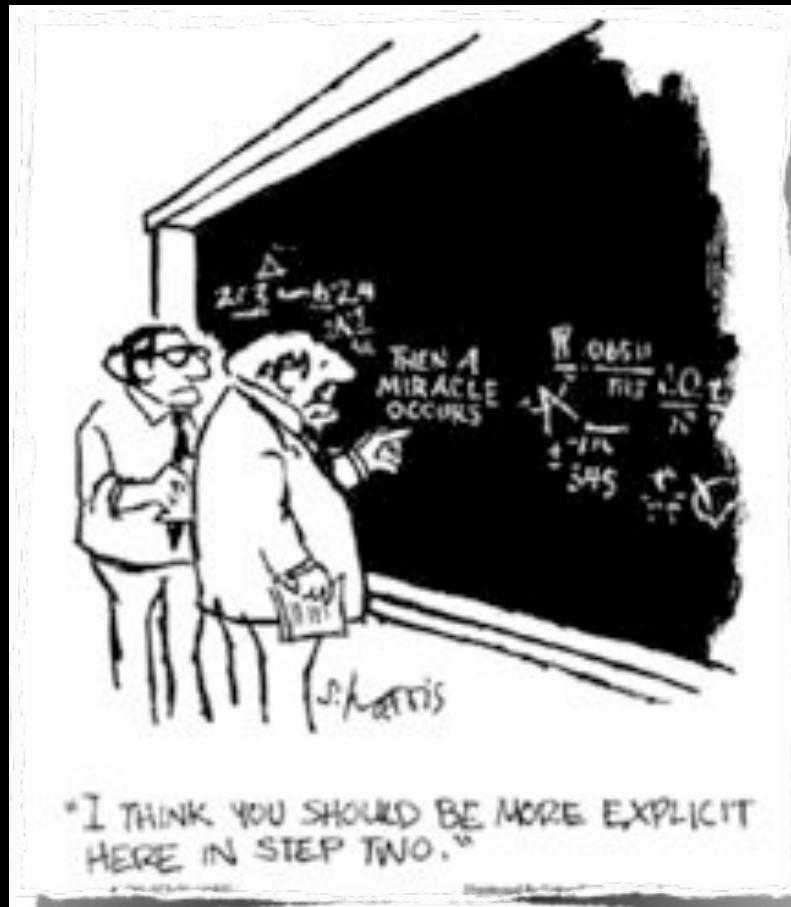
Mais attention aux interprétations trop hâtives !!!



Savoir rester modeste!



Savoir rester modeste!



Savoir rester modeste!



*LOTS OF THINGS ARE INVISIBLE, BUT WE DON'T
KNOW HOW MANY BECAUSE WE CAN'T SEE THEM.*

Savoir rester modeste!



