

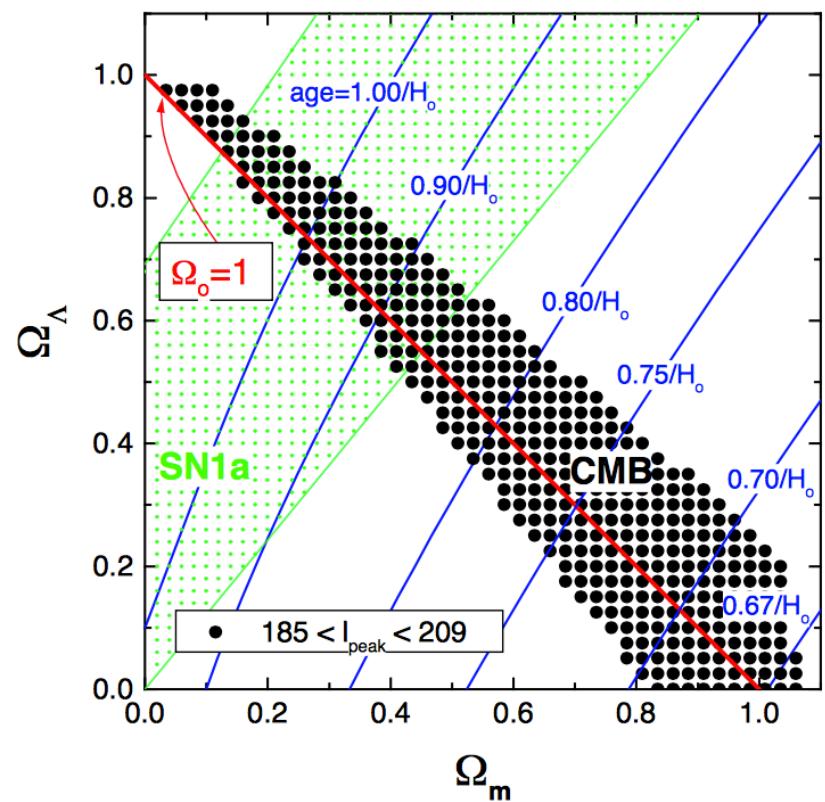
Cosmologie

Jean-Baptiste Melin

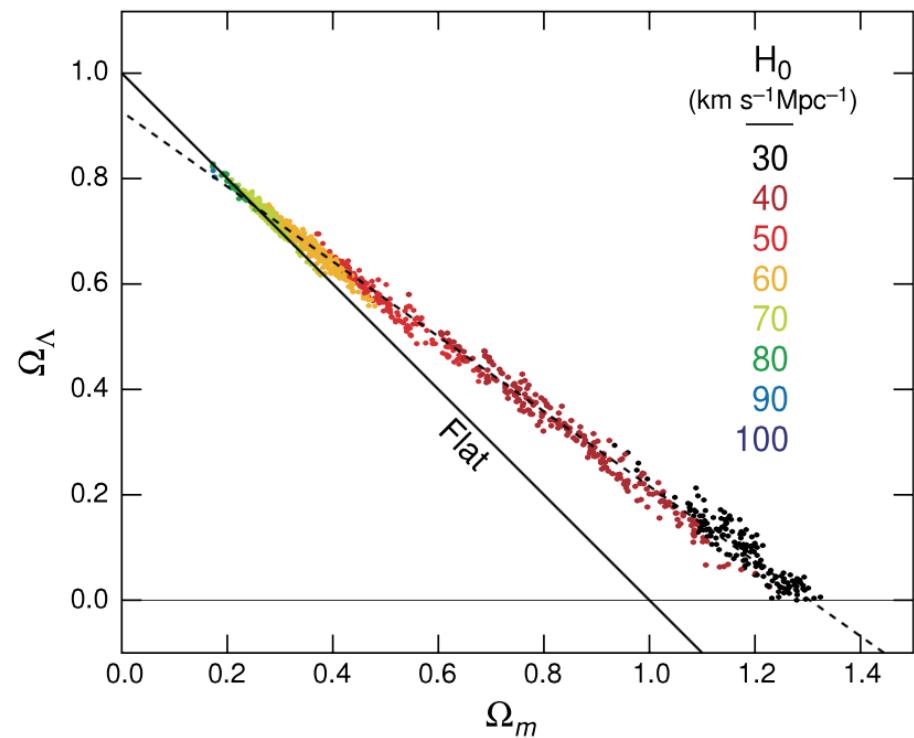
avec l'aide de Eric Armengaud, Etienne Burtin,
Laurent Chevalier, Jean-Marc Le Goff, Sotiris Loucatos,
Christophe Magneville, Nathalie Palanque-Delabrouille,
James Rich, Vanina Ruhlmann-Kleider, Christophe Yèche

Prospectives scientifiques du DPhP, lundi 16 octobre 2017, Ferme du Manet

Du “modèle de concordance” au “modèle standard” de la cosmologie

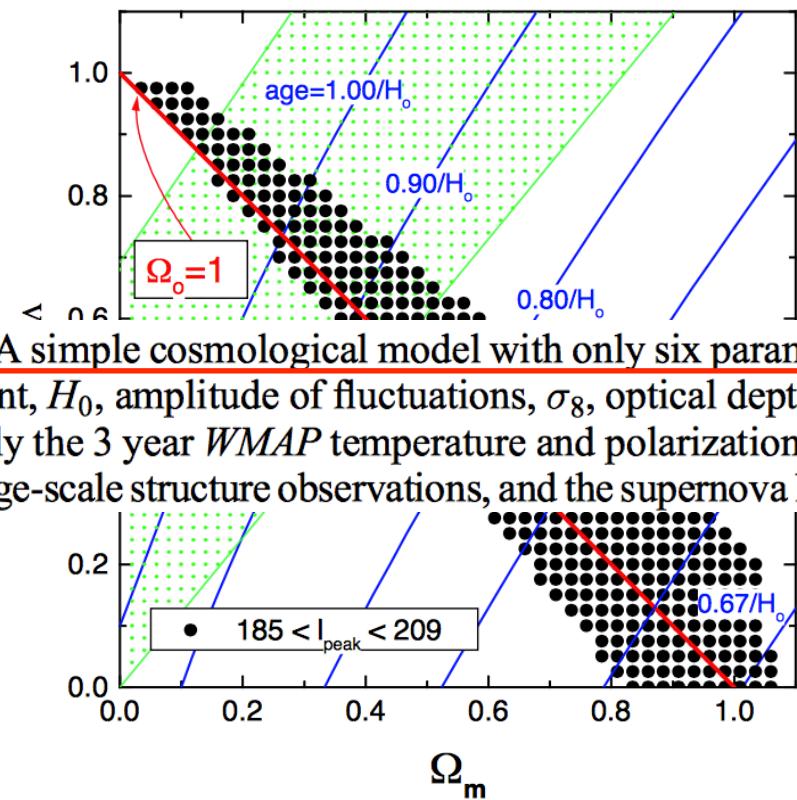


BOOMERanG, de Bernardis et al. 2000

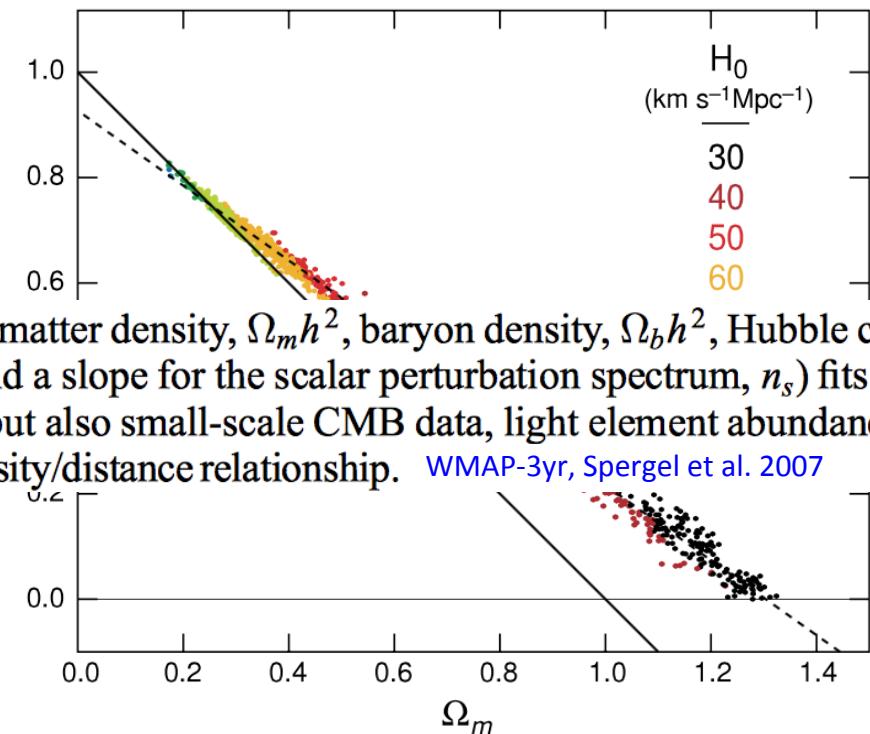


WMAP-3yr, Spergel et al. 2007

Du “modèle de concordance” au “modèle standard” de la cosmologie



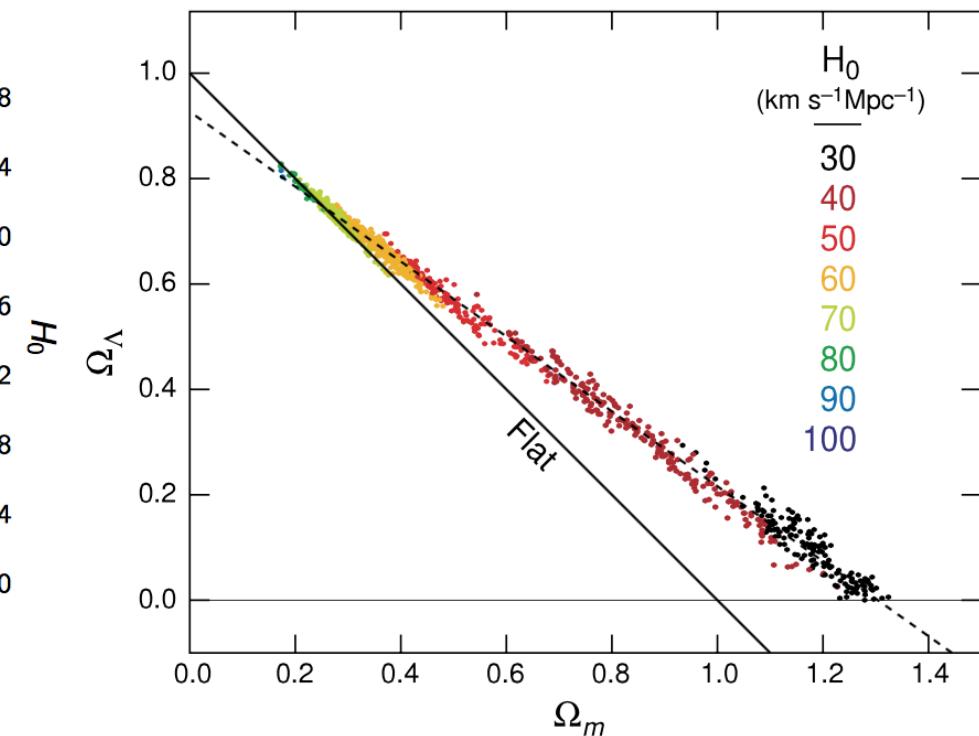
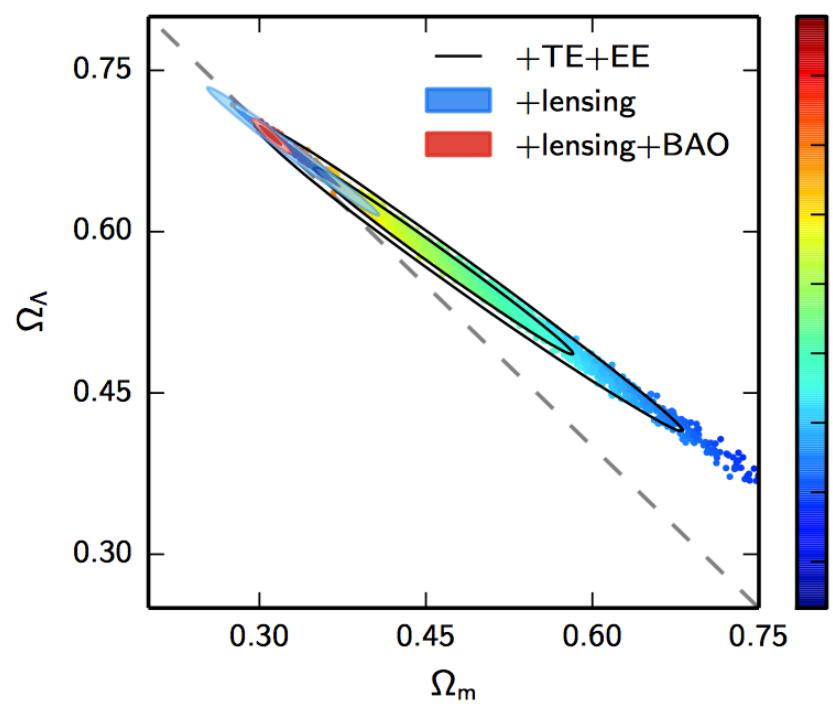
A simple cosmological model with only six parameters (matter density, $\Omega_m h^2$, baryon density, $\Omega_b h^2$, Hubble constant, H_0 , amplitude of fluctuations, σ_8 , optical depth, τ , and a slope for the scalar perturbation spectrum, n_s) fits not only the 3 year *WMAP* temperature and polarization data, but also small-scale CMB data, light element abundances, large-scale structure observations, and the supernova luminosity/distance relationship. [WMAP-3yr, Spergel et al. 2007](#)



[BOOMERanG, de Bernardis et al. 2000](#)

[WMAP-3yr, Spergel et al. 2007](#)

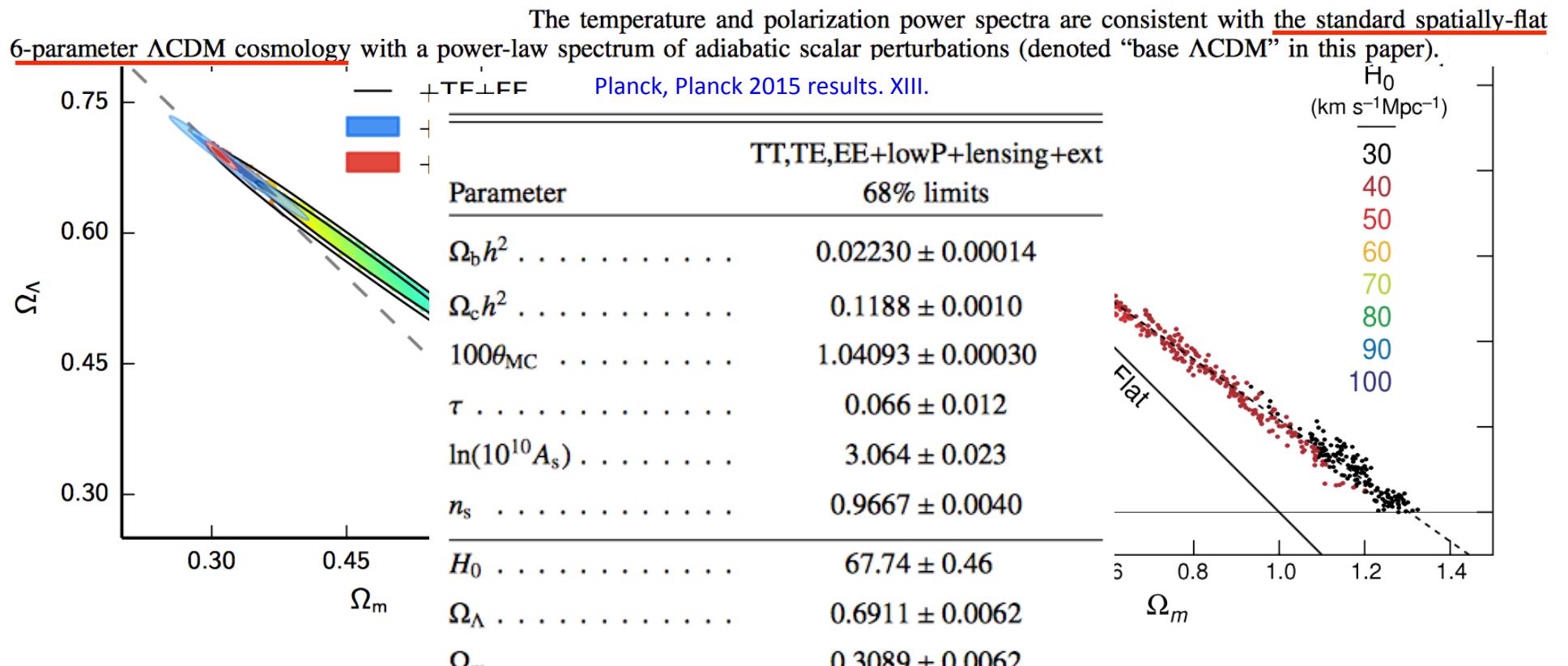
Du “modèle de concordance” au “modèle standard” de la cosmologie



Planck, Planck 2015 results. XIII.

WMAP-3yr, Spergel et al. 2007

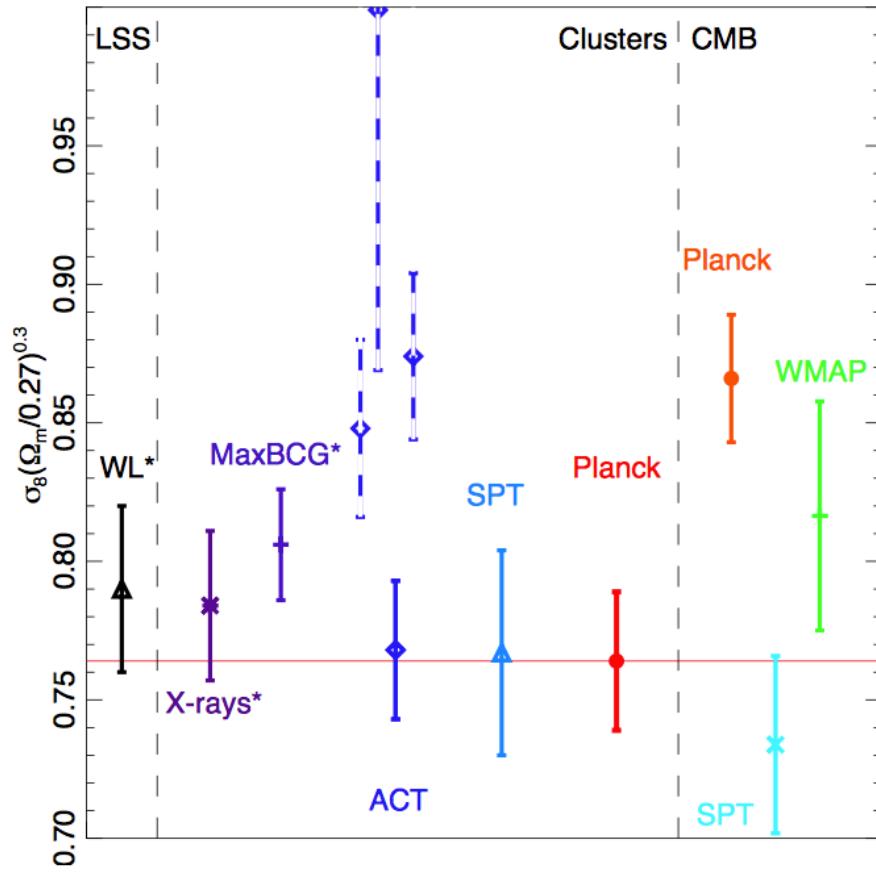
Du “modèle de concordance” au “modèle standard” de la cosmologie



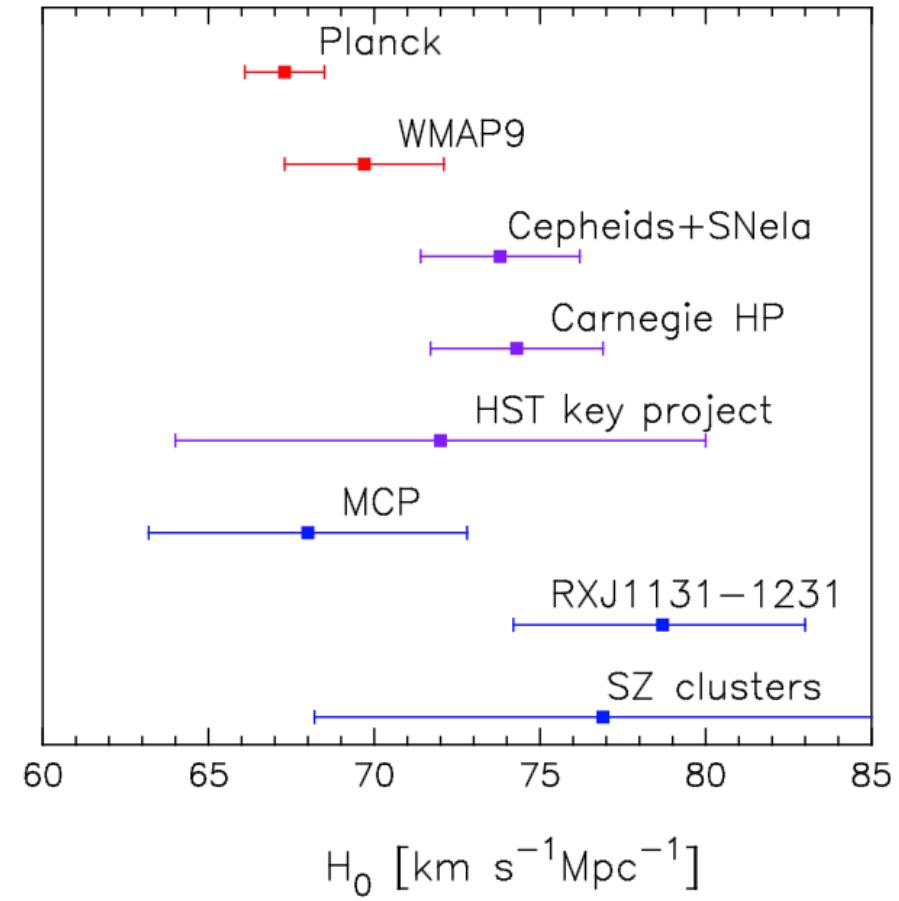
Planck, Planck 2015 results. XIII.

WMAP-3yr, Spergel et al. 2007

Des tensions dans le “modèle standard” de la cosmologie



Planck 2013 results. XX.

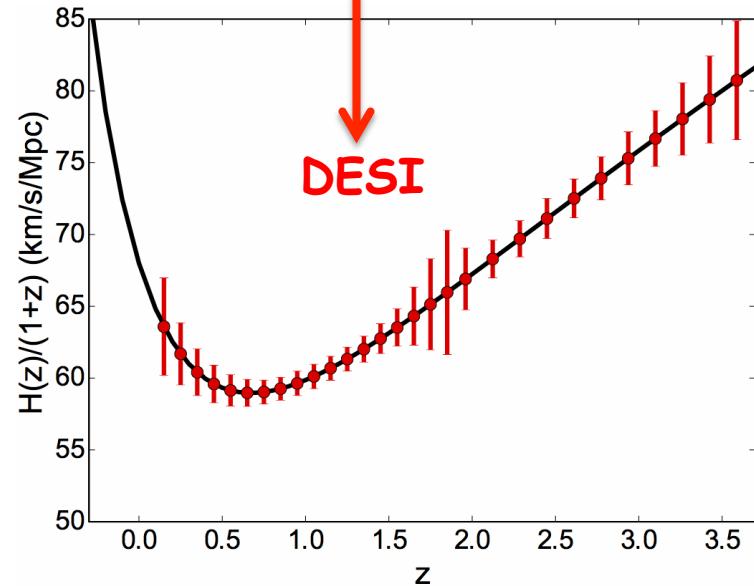
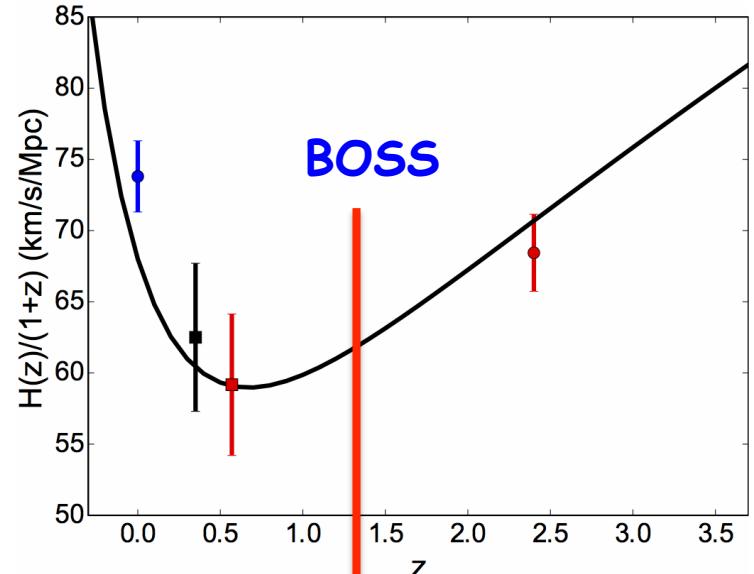
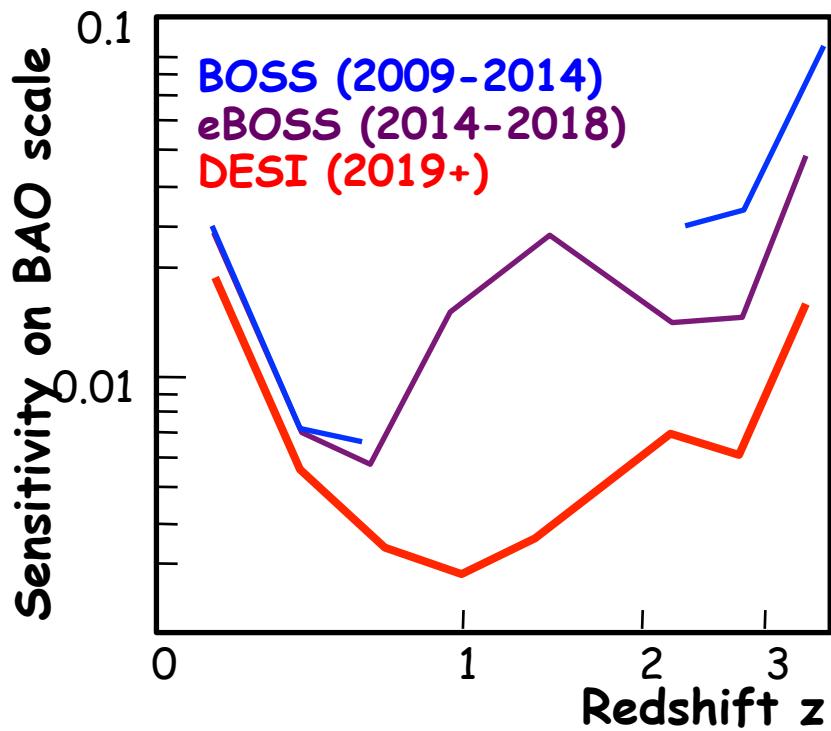


Planck 2013 results. XVI.

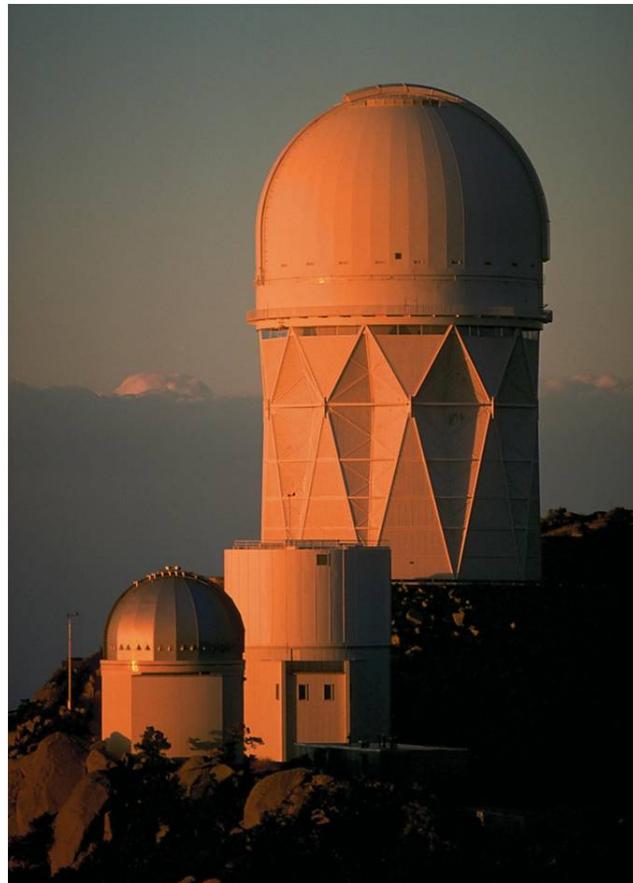
Quelles grandes questions en cosmologie aujourd’hui ?

- Quelle est la nature de la **matière noire** ?
- Quelle est la nature de l'**énergie noire** ?
- Quelle est la somme des **masses des neutrinos** ?
- La **relativité générale** est-elle **valable aux échelles cosmologiques** ?
- L’Univers a-t-il connu une **phase inflationnaire** ?

BOSS → eBOSS/DESI

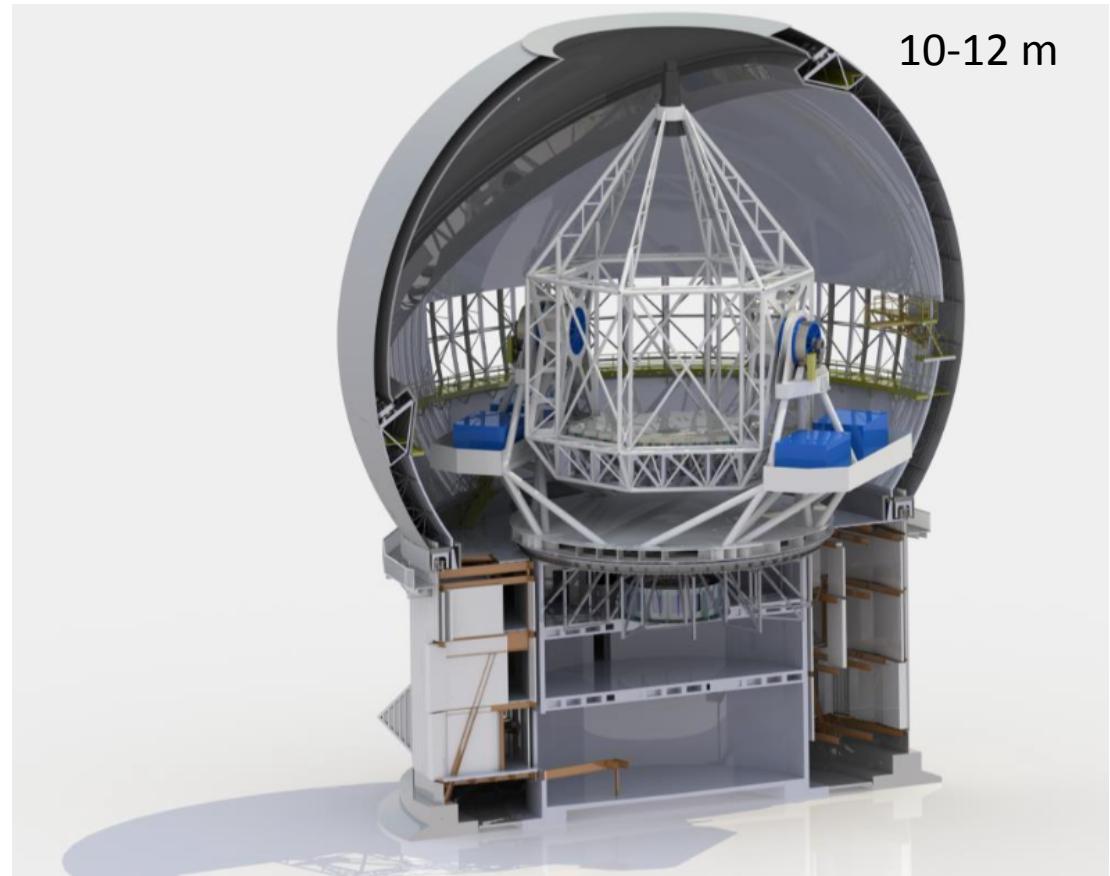


Sondages de galaxies dans le visible et le proche infrarouge >2025



DESI-2

~100 millions de spectres de galaxies



Maunakea Spectroscopic Explorer (MSE)

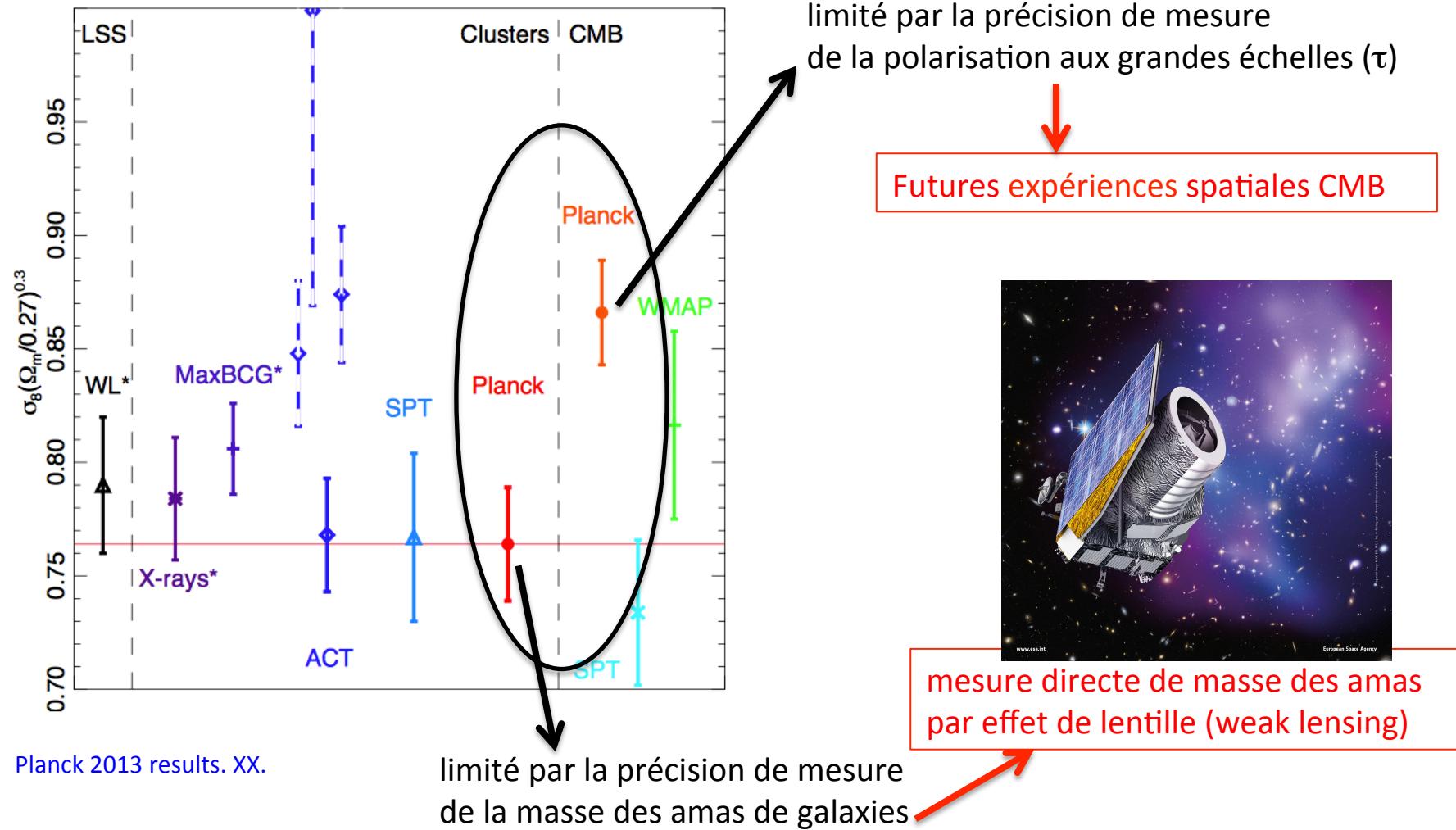
Sondages de galaxies dans le visible et le proche infrarouge >2030

The Billion Object Apparatus (BOA)

	SDSS-III/BOSS (2009-2015)	DESI (2020-2025)	Billion Object Apparatus (2035+)
Telescope Diameter	2.5m	4m	10+m
FOV	7 deg ²	7 deg ²	>1.5deg ²
Total Multiplex	1000	5000	15,000
Target Density	140/deg ²	700/deg ²	>10,000/deg ²

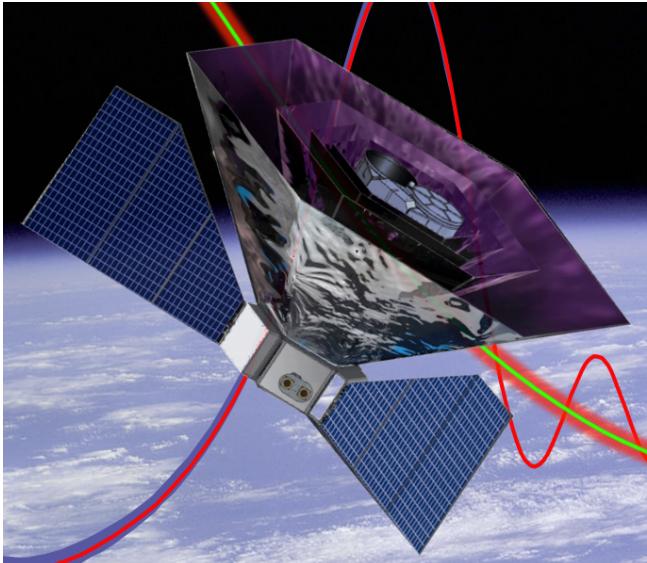
adapté de Khee-Gan Lee @ Future Cosmic Surveys 2016

Planck → Euclid



Futures expériences CMB

- Espace



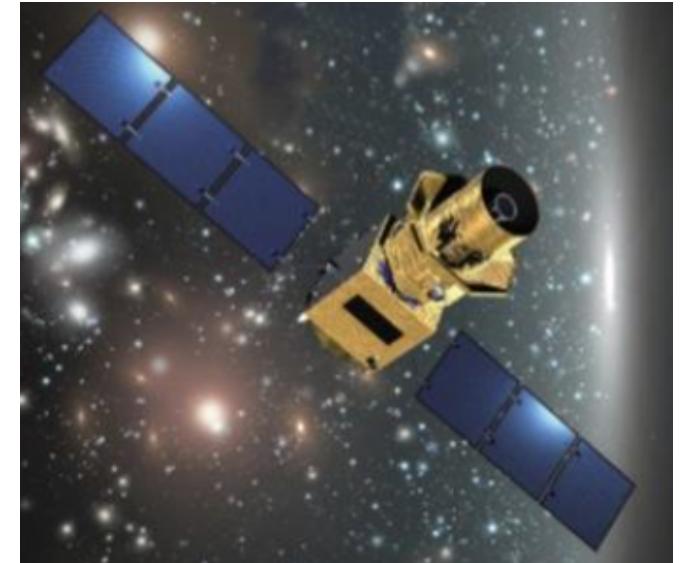
PIXIE

Détection modes B
Étude des avant-plans



CORE

Etude modes B
Étude des avant-plans



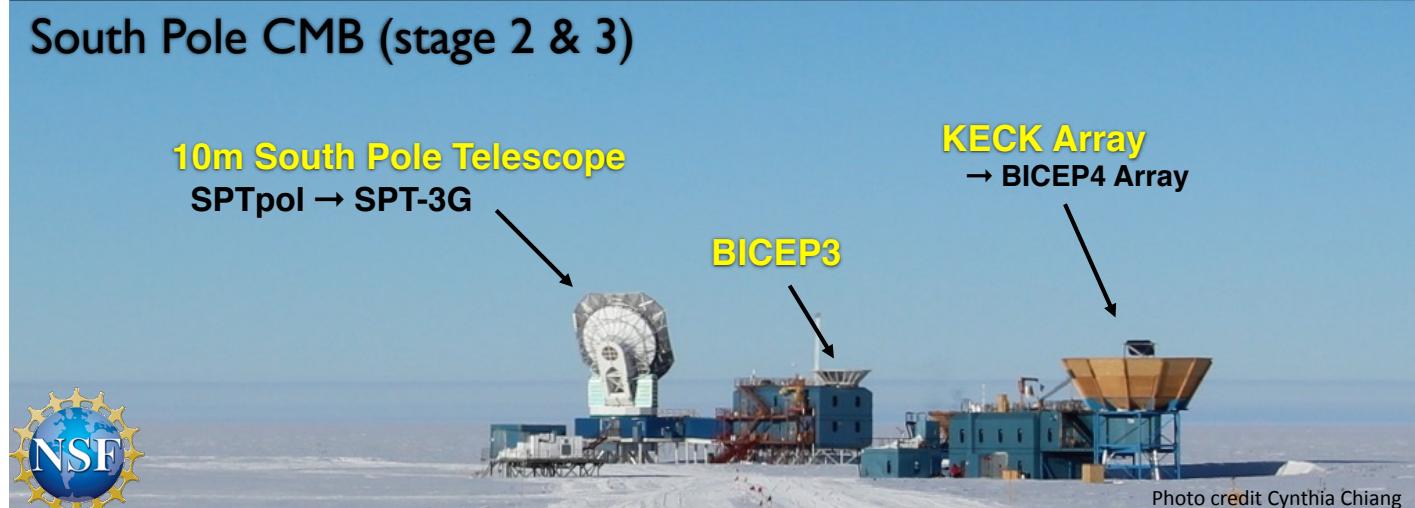
LiteBIRD

Détection modes B

Futures expériences CMB

- Sol (~2025+)

Carlstrom @ Future Cosmic Surveys 2016



Voir
présentation
de Sotiris
pour QUBIC



Projet radio SKA



- SKA-1 (10% of SKA-2) mis en service en 2024
- SKA-2 ($\sim > 2030$) → 1 milliard de galaxies HI (fort potentiel pour la cosmologie)

Conclusions

- Modèle “standard” de la cosmologie à six paramètres bien établi
- mais des tensions sur certains paramètres → extension du modèle ou systématiques ?
- Encore de grandes questions à résoudre (matière noire, énergie noire, gravité aux grandes échelles, inflation, etc) !
- Etude des structures (sondages de galaxies, sondages d'amas de galaxies) mais aussi fond diffus cosmologique et sondages radio → excellents moyens d'attaquer ces questions
- Groupe comsologie essentiellement investi sur la lignée d'expérience BOSS/eBOSS/DESI → positionnement sur un deuxième projet (futur CMB ou projet radio)

Backup

Organisation du groupe cosmologie

