Mesure de H_0

Détermination du potentiel de Fermat de la lentille RXJ1131-1231

Alexandre Adam, Charles Wilson

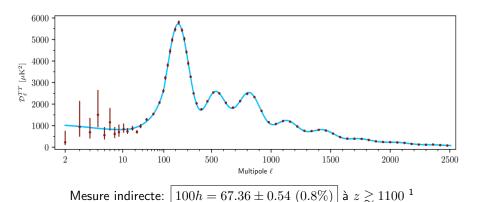
Département de Physique Université de Montréal

PHY6669 - Cosmologie

- Contexte
 - Mesures
 - Tension
- Méthode
 - Équation du délai temporel
 - Théorie des lentilles gravitationnelles
 - Modélisation de $\kappa(\boldsymbol{\theta})$
- RXJ1131-1231
 - Prétraitement
 - Reconstruction des paramètres de la lentille

- Contexte
 - Mesures
 - Tension
- 2 Méthode
 - Équation du délai temporel
 - Théorie des lentilles gravitationnelles
 - Modélisation de $\kappa(\theta)$
- 3 RXJ1131-1231
 - Prétraitement
 - Reconstruction des paramètres de la lentille

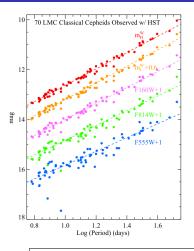
Mesures $Planck (2018) + \Lambda CDM$



¹Planck Collaboration [2018]

Mesures

Sh0es (Riess et al.)

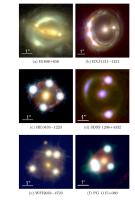


Mesure directe:

$$\left|\:100h = 74.03 \pm 1.42 \; (1.9\%)\:\right|$$
 à $z \ll 1^{-2}$

²Riess et al. [2019]

Mesures H0LiCOW (Suyu et al.)

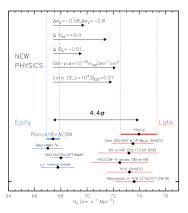


Mesure semi-directe:
$$100h=73.3^{+1.7}_{-1.8}~(2.4\%)$$
 avec $z_{\ell}\sim0.5$ et $z_{s}\lesssim2.$ ³

³Wong et al. [2020]

- Contexte
 - Mesures
 - Tension
- 2 Méthode
 - Équation du délai temporel
 - Théorie des lentilles gravitationnelles
 - Modélisation de $\kappa(\theta)$
- 3 RXJ1131-1231
 - Prétraitement
 - Reconstruction des paramètres de la lentille

Tension



⁴ Les mesures locales sont en conflit avec H_0 dérivée du CMB, des oscillations acoustiques baryoniques (BAO) et de la nucléosynthèse du Big Bang (BBN)

⁴Riess et al. [2019]

- Contexte
 - Mesures
 - Tension
- 2 Méthode
 - Équation du délai temporel
 - Théorie des lentilles gravitationnelles
 - Modélisation de $\kappa(\theta)$
- RXJ1131-1231
 - Prétraitement
 - Reconstruction des paramètres de la lentille

Équation du délai temporel

$$\Delta t_{ij} = (1 + z_{\ell}) \frac{D_{\ell} D_s}{D_{\ell s} c} \left[\underbrace{\frac{(\theta_i - \beta)^2}{2} - \frac{(\theta_j - \beta)^2}{2}}_{\text{Refsdal and Bondi [1964]}} - \underbrace{\psi(\theta_i) + \psi(\theta_j)}_{\text{Shapiro [1964]}} \right]$$
(1)

La mesure de H_0 se fait via la distance caractéristique du délai temporel

$$D_{\Delta t} \equiv (1 + z_{\ell}) \frac{D_{\ell} D_s}{D_{\ell s}} \propto \frac{c}{H_0}$$
 (2)

On assume ΛCDM plat.

- Contexte
 - Mesures
 - Tension
- Méthode
 - Équation du délai temporel
 - Théorie des lentilles gravitationnelles
 - Modélisation de $\kappa(\theta)$
- 3 RXJ1131-1231
 - Prétraitement
 - Reconstruction des paramètres de la lentille

Théorie des lentilles gravitationnnelles

Potentiel de Fermat

Le potentiel a comme source la densité (baryonique) projeté sur le plan de la lentille. On doit donc résoudre une équation de Poisson:

$$\nabla_{\boldsymbol{\theta}}^2 \psi = 2\kappa(\boldsymbol{\theta}) \tag{3}$$

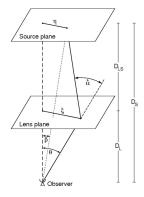
$$\psi(\theta) = \frac{1}{\pi} \int_{\mathbb{R}^2} \kappa(\boldsymbol{\theta'}) \ln(\boldsymbol{\theta} - \boldsymbol{\theta'}) d^2 \boldsymbol{\theta'}$$
 (4)

 κ est la convergence, soit une mesure adimensionnelle de la densité de surface projeté sur le plan de la lentille

$$\kappa \equiv \frac{\Sigma}{\Sigma_{\rm cr}}, \qquad \Sigma_{\rm cr} \equiv \frac{c^2}{4\pi G} \frac{D_s}{D_\ell D_{\ell s}}$$
(5)

Théorie des lentilles gravitationnelles

Équation de la lentille



Sketch d'une lentille gravitationnelle Bartelmann and Schneider [2001] L'image lentillée est obtenu via l'équation de la lentille:

$$\beta = \theta - \alpha(\theta) \tag{6}$$

Les angles de déflections sont obtenus en prenant le gradient du potentiel:

$$\alpha(\boldsymbol{\theta}) = \frac{1}{\pi} \int_{\mathbb{R}^2} \kappa(\boldsymbol{\theta}') \frac{\boldsymbol{\theta} - \boldsymbol{\theta}'}{|\boldsymbol{\theta} - \boldsymbol{\theta}'|} d^2 \boldsymbol{\theta} \tag{7}$$

- Contexte
 - Mesures
 - Tension
- 2 Méthode
 - Équation du délai temporel
 - Théorie des lentilles gravitationnelles
 - Modélisation de $\kappa(\theta)$
- 3 RXJ1131-1231
 - Prétraitement
 - Reconstruction des paramètres de la lentille

Modélisation de $\kappa(\boldsymbol{\theta})$

On considère la famille de profil elliptique à puissance radial adoucie: 5,6,

$$\kappa(\theta_1, \theta_2) = \frac{3 - \gamma}{2} \left(\frac{\theta_E}{\sqrt{\frac{\theta_1^2}{1 - e} + \theta_2^2 (1 - e) + \theta_c^2}} \right)^{\gamma - 1}$$
(8)

- θ_E : Rayon d'Einstein;
- e: Paramètre d'ellipticité;
- θ_c : Rayon de troncation du profile.



⁵Barkana [1998]

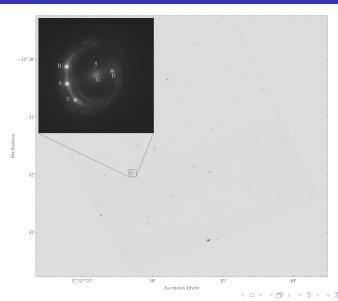
⁶Suyu et al. [2013]

⁷Keeton [2001]

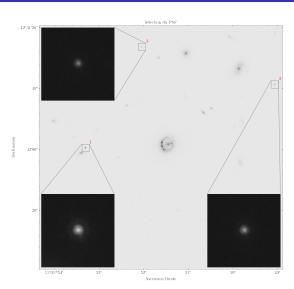
- Contexte
 - Mesures
 - Tension
- 2 Méthode
 - Équation du délai temporel
 - Théorie des lentilles gravitationnelles
 - Modélisation de $\kappa(\theta)$
- 3 RXJ1131-1231
 - Prétraitement
 - Reconstruction des paramètres de la lentille

Prétraitement

HST ACS F814w (archive), Sluse et al. [2003]



Prétraitement PSF



Prétraitement

Alternative pour le PSF: Tiny Tim (Krist et al. [2011])

- Contexte
 - Mesures
 - Tension
- 2 Méthode
 - Équation du délai temporel
 - Théorie des lentilles gravitationnelles
 - Modélisation de $\kappa(\theta)$
- RXJ1131-1231
 - Prétraitement
 - Reconstruction des paramètres de la lentille

Références I

- R. Barkana. Fast Calculation of a Family of Elliptical Gravitational Lens Models. The Astrophysical Journal, 502(2):531–537, 1998. ISSN 0004-637X. doi: 10.1086/305950. URL www.sns.ias.edu/Dbarkana/ellip.html.
- M. Bartelmann and P. Schneider. Weak gravitational lensing. Technical Report 4-5, dec 2001. URL http://arxiv.org/abs/astro-ph/9912508http: //dx.doi.org/10.1016/S0370-1573(00)00082-X.
- C. R. Keeton. A Catalog of Mass Models for Gravitational Lensing. 2001. URL http://cfa-www.harvard.edu/castles.http: //arxiv.org/abs/astro-ph/0102341.
- J. E. Krist, R. N. Hook, and F. Stoehr. 20 years of Hubble Space Telescope optical modeling using Tiny Tim. In *Optical Modeling and Performance Predictions V*, volume 8127, page 81270J, 2011. ISBN 9780819487377. doi: 10.1117/12.892762. URL http://spiedl.org/terms.

PHY6669 - Cosmologie

Références II

- Planck Collaboration, Planck 2018 results, I. Overview and the cosmological legacy of Planck. 2018. URL http://www.esa.int/Planckhttp://arxiv.org/abs/1807.06205.
- S. Refsdal and H. Bondi. The Gravitational Lens Effect. Monthly Notices of the Royal Astronomical Society, 128(4):295-306, 1964. ISSN 0035-8711. doi: 10.1093/mnras/128.4.295. URL https://academic. oup.com/mnras/article-abstract/128/4/295/2601704.
- A. G. Riess, S. Casertano, W. Yuan, L. M. Macri, and D. Scolnic. Large Magellanic Cloud Cepheid Standards Provide a 1the Determination of the Hubble Constant and Stronger Evidence for Physics beyond Λ CDM. The Astrophysical Journal, 876:85, 2019. doi: 10.3847/1538-4357/ab1422. URL

https://doi.org/10.3847/1538-4357/ab1422.

Références III

- I. I. Shapiro. Fourth test of general relativity. Physical Review Letters, 13 (26):789–791, 1964. ISSN 00319007. doi: 10.1103/PhysRevLett.13.789.
- D. Sluse, J. Surdej, J.-F. Claeskens, D. Hutsemékers, C. Jean, F. Courbin, T. Nakos, M. Billeres, and S. V. Khmil. A quadruply imaged quasar with an optical Einstein ring candidate: 1RXS J113155.4–123155. Astronomy & Astrophysics, 406(2):L43–L46, aug 2003. ISSN 0004-6361. doi: 10.1051/0004-6361:20030904. URL http://www.aanda.org/10.1051/0004-6361:20030904.
- S. H. Suyu, M. W. Auger, S. Hilbert, P. J. Marshall, M. Tewes, T. Treu, C. D. Fassnacht, L. V. E. Koopmans, D. Sluse, R. D. Blandford, F. Courbin, and G. Meylan. TWO ACCURATE TIME-DELAY DISTANCES FROM STRONG LENSING: IMPLICATIONS FOR COSMOLOGY. *The Astrophysical Journal*, 766:70, 2013. doi: 10.1088/0004-637X/766/2/70.

Références IV

K. C. Wong, S. H. Suyu, G. C. Chen, C. E. Rusu, M. Millon, D. Sluse, V. Bonvin, C. D. Fassnacht, S. Taubenberger, M. W. Auger, S. Birrer, J. H. Chan, F. Courbin, S. Hilbert, O. Tihhonova, T. Treu, A.-a. Agnello, X. Ding, I. Jee, E. Komatsu, A. J. Shajib, A. Sonnenfeld, R. D. Blandford, L. V. Koopmans, P. J. Marshall, and G. Meylan. H0LiCOW-XIII. A 2.4 per cent measurement of H0from lensed quasars: 5.3σ tension between early-and late-Universe probes. *Monthly Notices of the Royal Astronomical Society*, 498(1):1420–1439, 2020. ISSN 13652966. doi: 10.1093/mnras/stz3094.