

# **Tests de la gravitation relativiste**

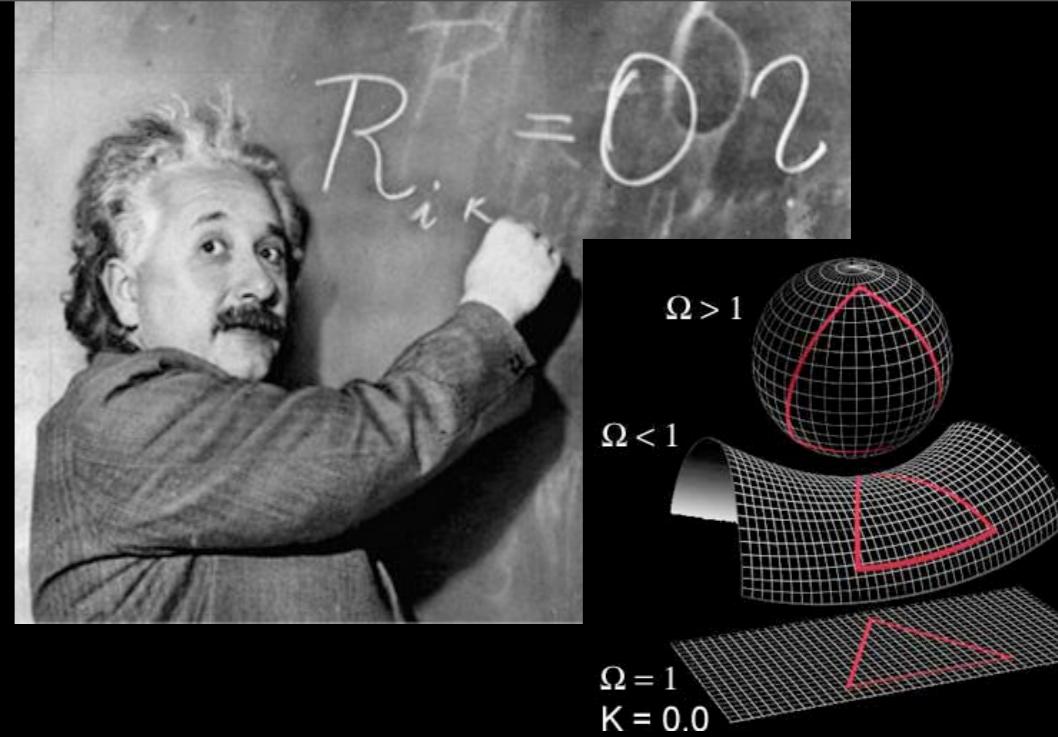
C. Le Poncin-Lafitte, Obs. de Paris - SYRTE

# Enjeux des tests de gravitation

Newton 1686	Poincaré 1890	Einstein 1912	Nordstrom 1912	Nordstrom 1913
Einstein & Fokker 1914	Einstein 1916	Whitehead 1922	Cartan 1923	Fierz & Pauli 1939
Birkhoff 1943	Milne 1948	Thiry 1948	Papapetrou 1954	Papapetrou 1954
Jordan 1955	Littlewood & Bergmann 1956	Brans & Dicke 1961	Yilmaz 1962	Whitrow & Morduch 1965
Kustaanheimo & Nuotio 1967	Deser & Kaurent 1968	Bergmann 1968	Nordtvedt 1970	Bollini et al. 1970
Wagoner 1970	Rosen 1971	Ni 1972	Will & Nordtvedt 1972	Ni 1973
Bekenstein 1977	Barker 1978	théories modernes (après 1980...)		

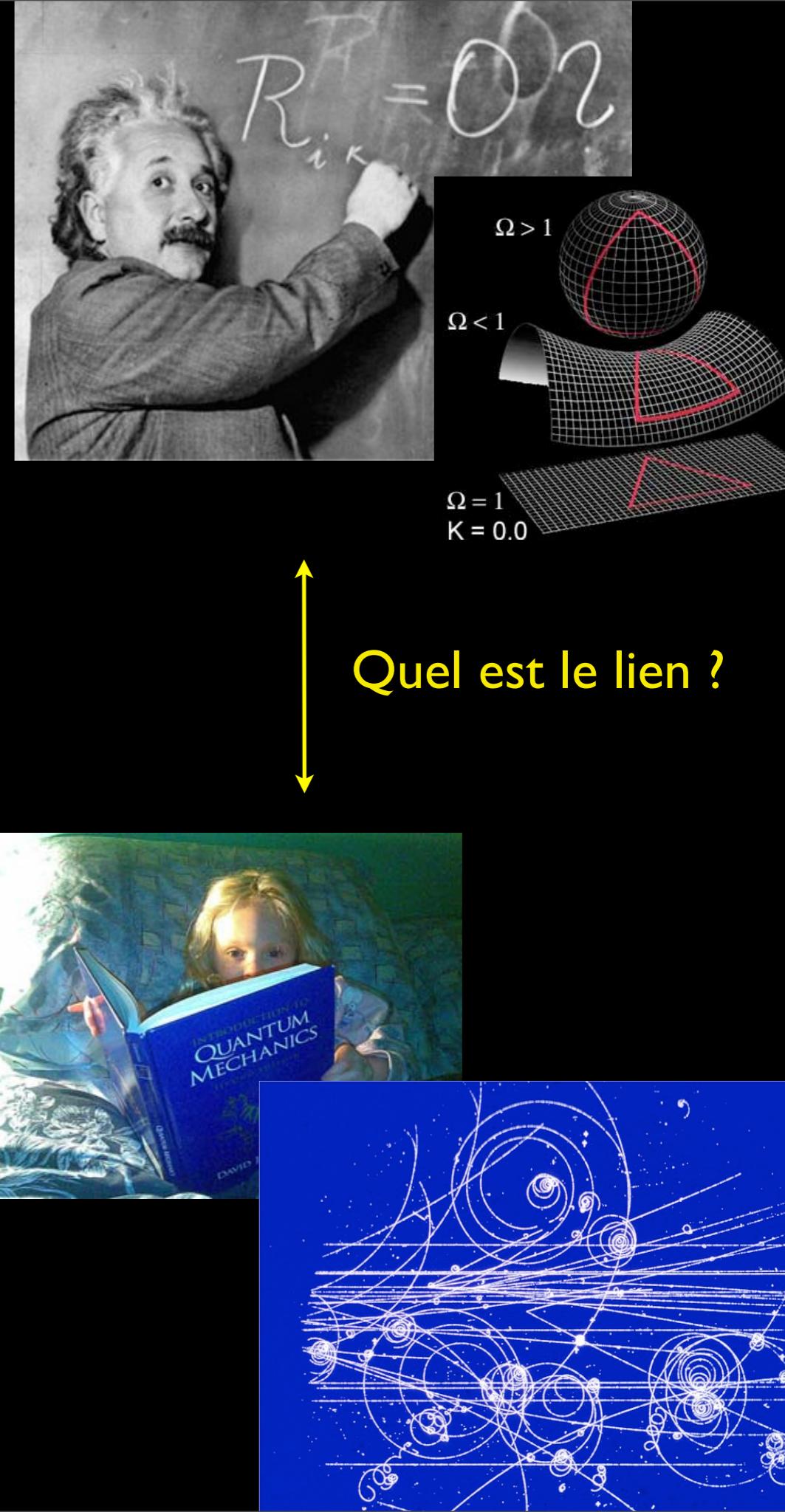
# Enjeux des tests de gravitation

Newton 1686	Poincaré 1890	Einstein 1912	Nordstrom 1912	Nordstrom 1913
Einstein & Fokker 1914	Einstein 1916	Whitehead 1922	Cartan 1923	Fierz & Pauli 1939
Birkhoff 1943	Milne 1948	Thiry 1948	Papapetrou 1954	Papapetrou 1954
Jordan 1955	Littlewood & Bergmann 1956	Brans & Dicke 1961	Yilmaz 1962	Whitrow & Morduch 1965
Kustaanheimo & Nuotio 1967	Deser & Kaurent 1968	Bergmann 1968	Nordtvedt 1970	Bollini et al. 1970
Wagoner 1970	Rosen 1971	Ni 1972	Will & Nordtvedt 1972	Ni 1973
Bekenstein 1977	Barker 1978	théories modernes (après 1980...)		



# Enjeux des tests de gravitation

Newton 1686	Poincaré 1890	Einstein 1912	Nordstrom 1912	Nordstrom 1913
Einstein & Fokker 1914	Einstein 1916	Whitehead 1922	Cartan 1923	Fierz & Pauli 1939
Birkhoff 1943	Milne 1948	Thiry 1948	Papapetrou 1954	Papapetrou 1954
Jordan 1955	Littlewood & Bergmann 1956	Brans & Dicke 1961	Yilmaz 1962	Whitrow & Morduch 1965
Kustaanheimo & Nuotio 1967	Deser & Kaurent 1968	Bergmann 1968	Nordtvedt 1970	Bollini et al. 1970
Wagoner 1970	Rosen 1971	Ni 1972	Will & Nordtvedt 1972	Ni 1973
Bekenstein 1977	Barker 1978	théories modernes (après 1980...)		



# **Suivons les différentes échelles d'expérimentations pour notre plan d'exposé**

- Dans le laboratoire...
- Dans notre banlieue proche...
  - Projets spatiaux dédiés à la gravitation
  - l'apport de la géodésie spatiale
  - les données du laser-Lune
- Passons à l'échelle du Système Solaire...
  - Des expériences dédiées
  - de l'utilisation des données de navigation spatiale
- Vers de nouveaux tests de haute précision...
- Les tests qui n'en étaient pas vraiment...

# **Travaux en laboratoire**

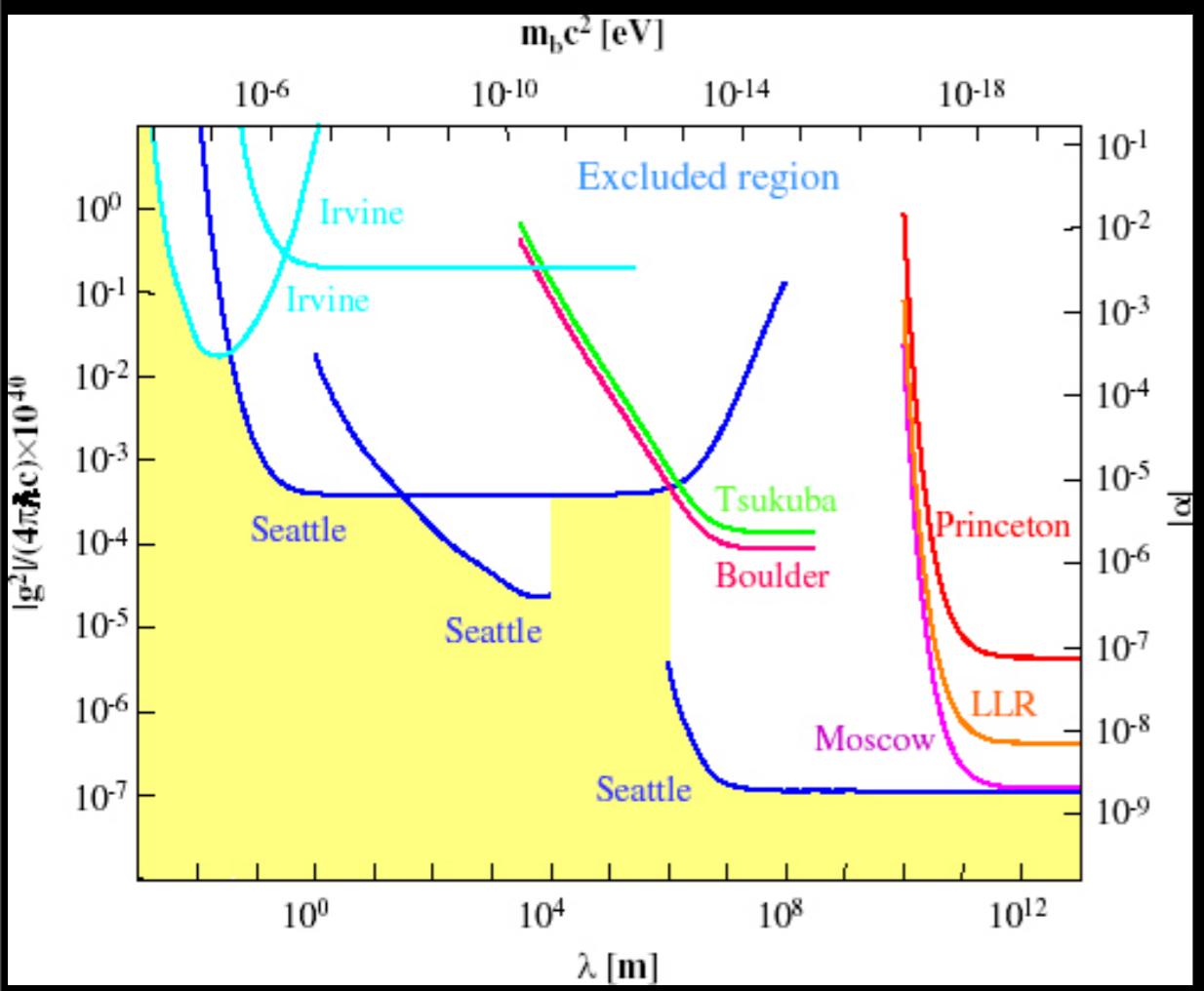
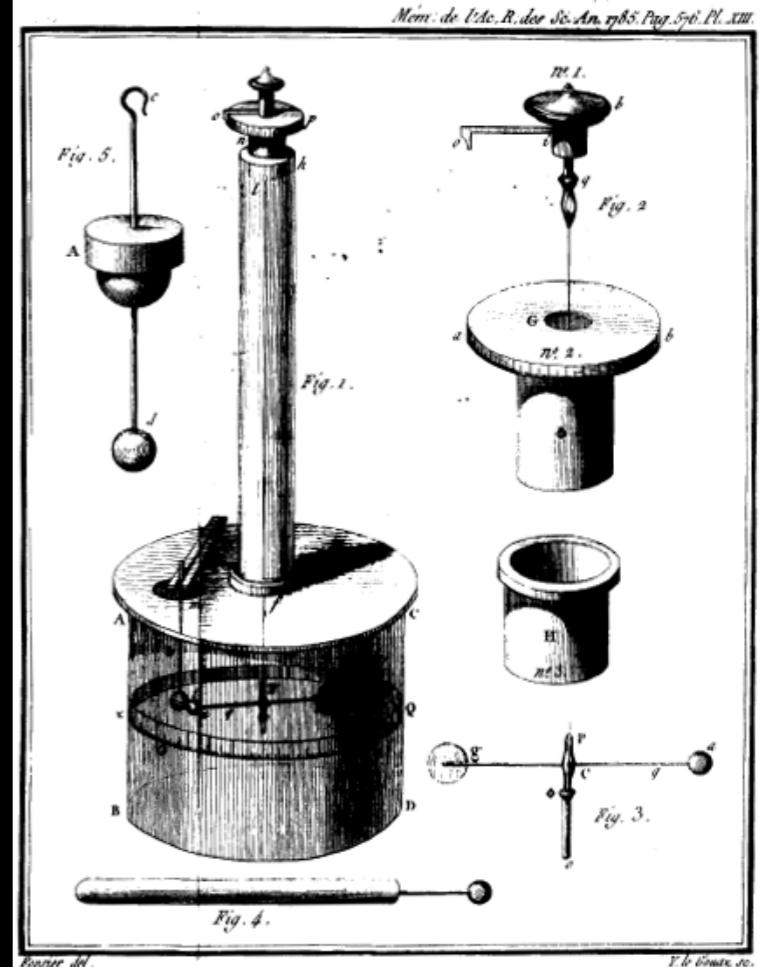
# Mais pourquoi au laboratoire ?

- Nombre de théories alternatives à la Relativité introduisent des forces à courte (ou longue) distance
  - tenseur-scalaire
  - tenseur-vecteur
  - connexion non symétrique (torsion)
- Super-gravité, M-théorie
- Gravité quantique à boucle

# Méthodes expérimentales en labo

## Test du Principe d'Equivalence:

- Balance de Torsion
- Expérience de chute libre avec des atomes froids

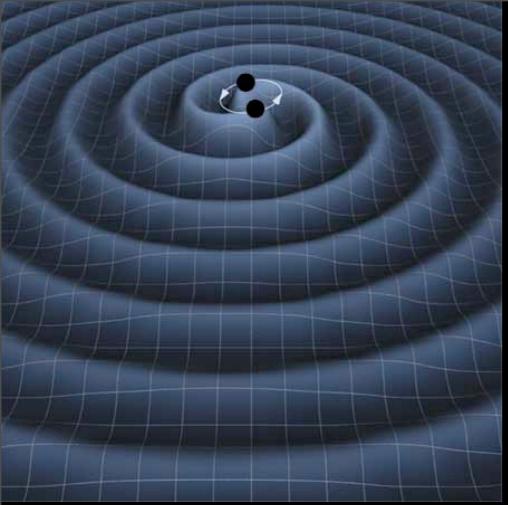


Contraintes sur un potentiel de Yukawa

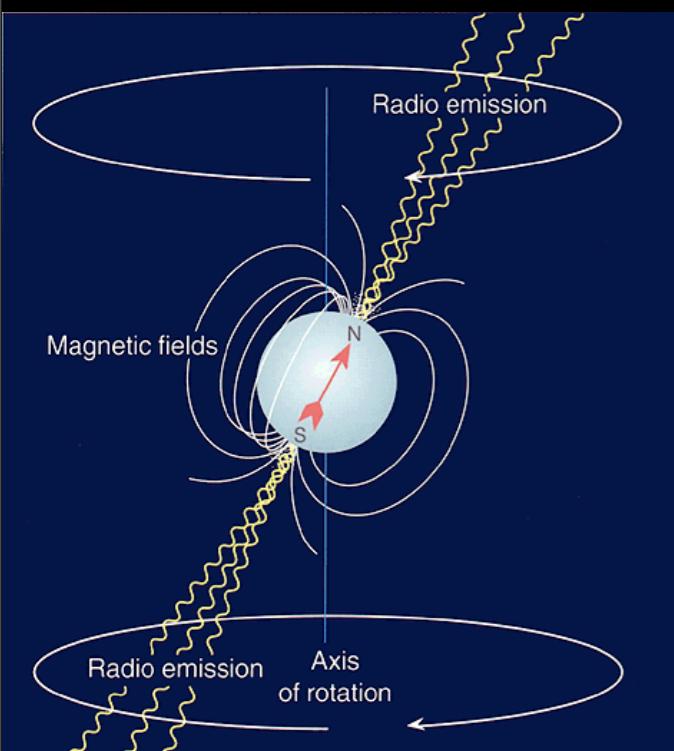
**Déviation de la loi de Newton en  $1/r^2$**

- Balance de torsion
- Pendule tournant
- Torsion parallel-plate oscillator
- “Spring board” resonance oscillator

**Existence d'extra-dimensions et d'échelle de compactification avec le LHC**

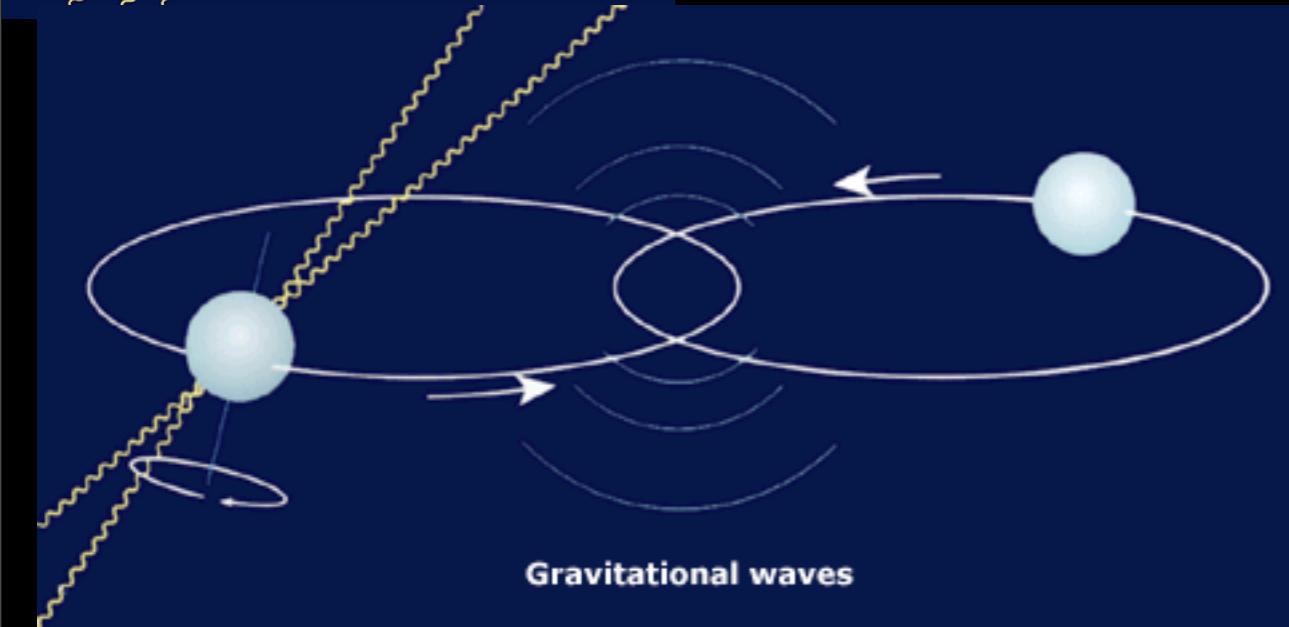


# Les Ondes Gravitationnelles.



On observe en radio  
les pulsars binaires

En calculant leur  
période orbitale, on  
peut indirectement  
détecter les ondes  
gravitationnelles.



Détection Directe



# **Au voisinage de la Terre**

# Gravity probe A, Vessot et al. 1980

Lancement : 1976

Durée : 1h55mn

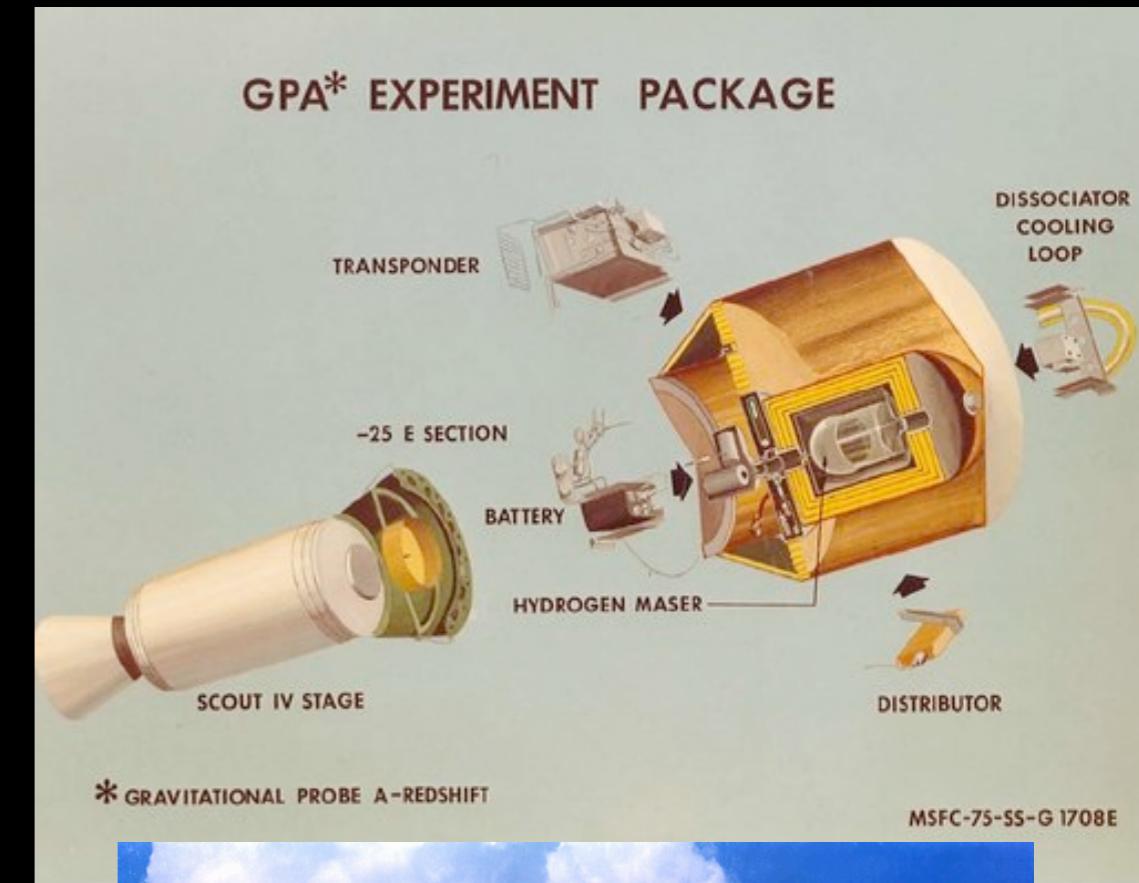
Où : quelque part près des Wallops Island en Virginie

But: mesure du redshift

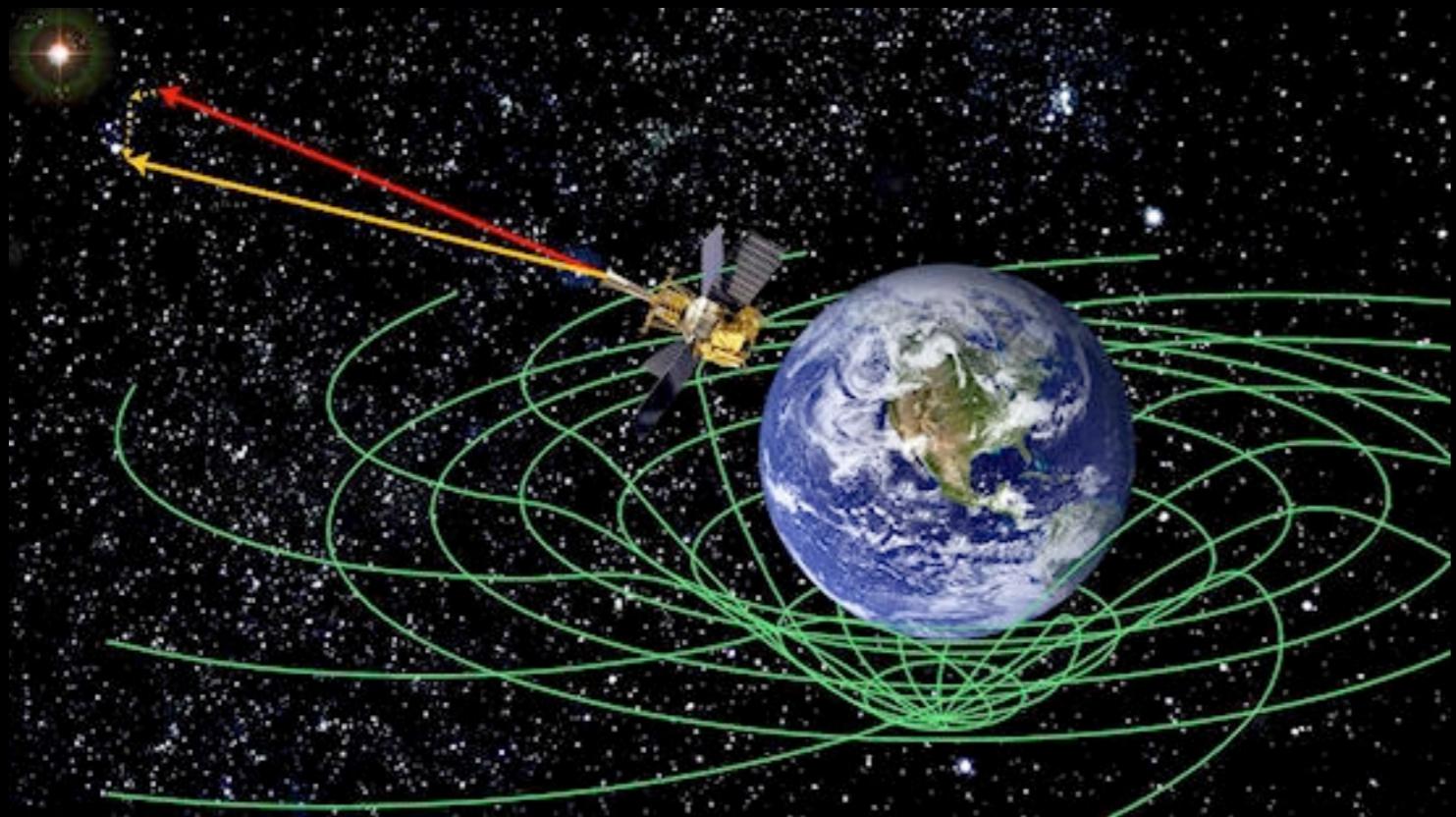
Un maser est placé dans une roquette Scoutt

On compare avec une horloge au sol

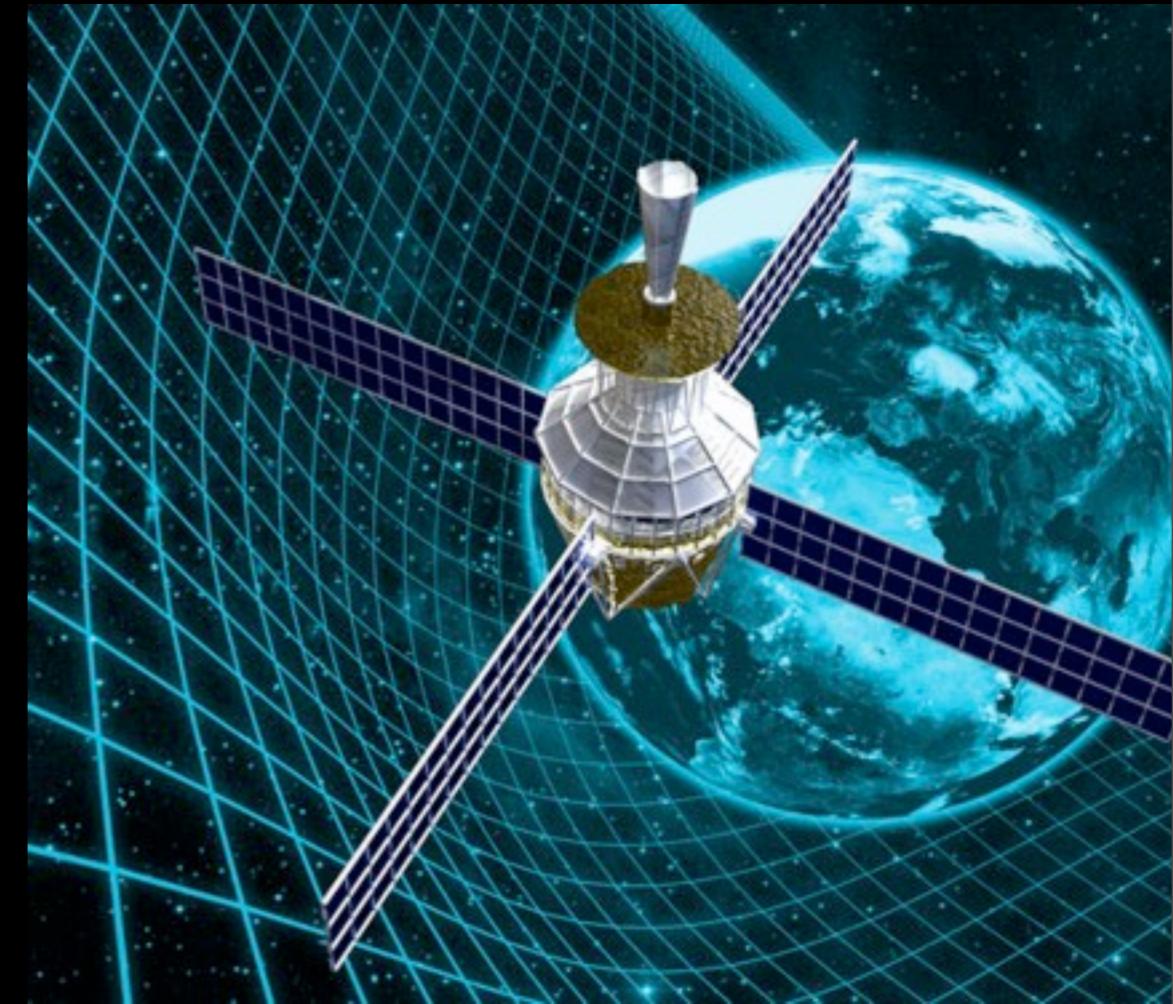
On trouve un décalage, précision 0.01%



# Gravity Probe B



But : mesurer la précession de Lense Thirring



gyroscope de GPB

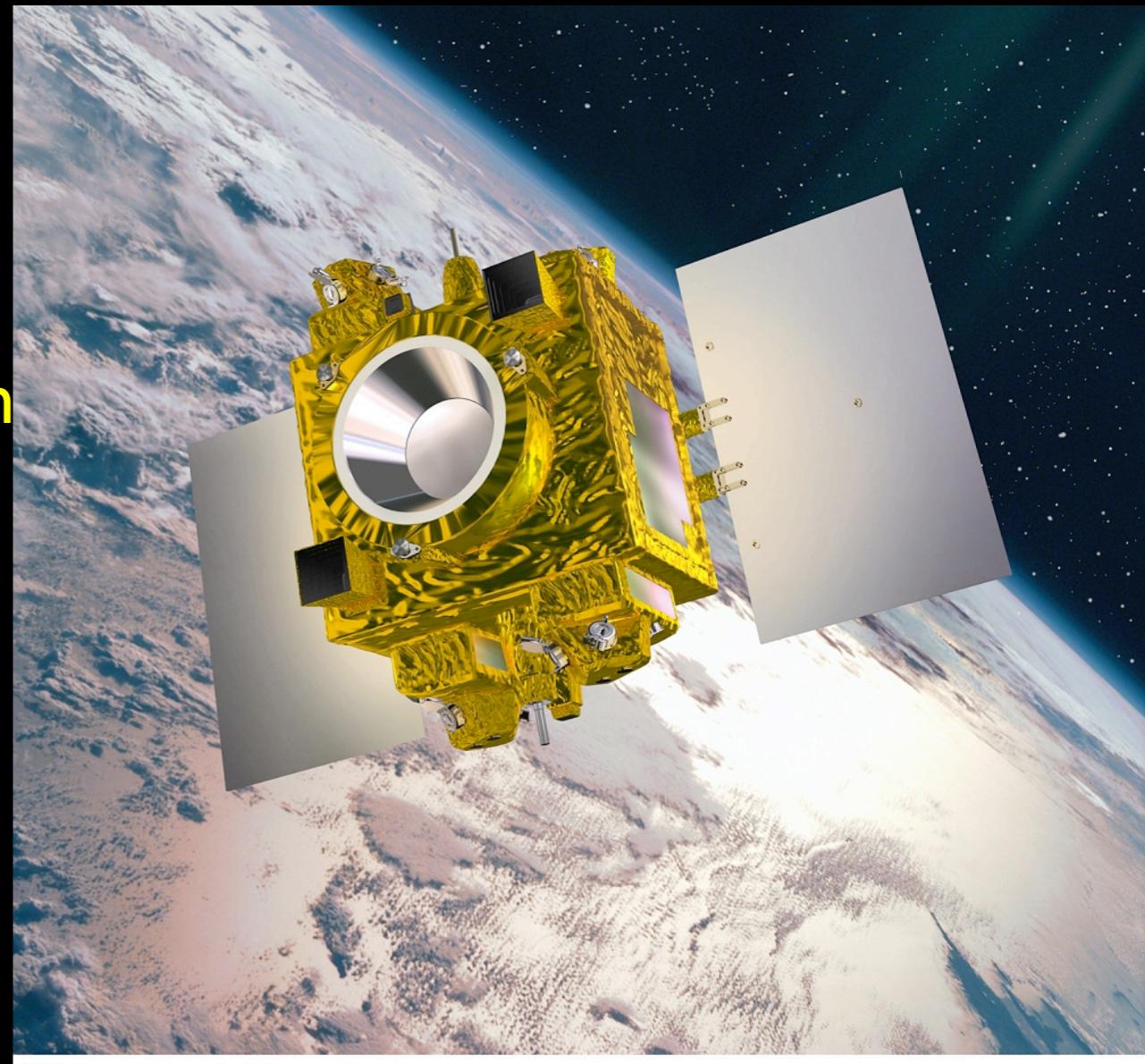
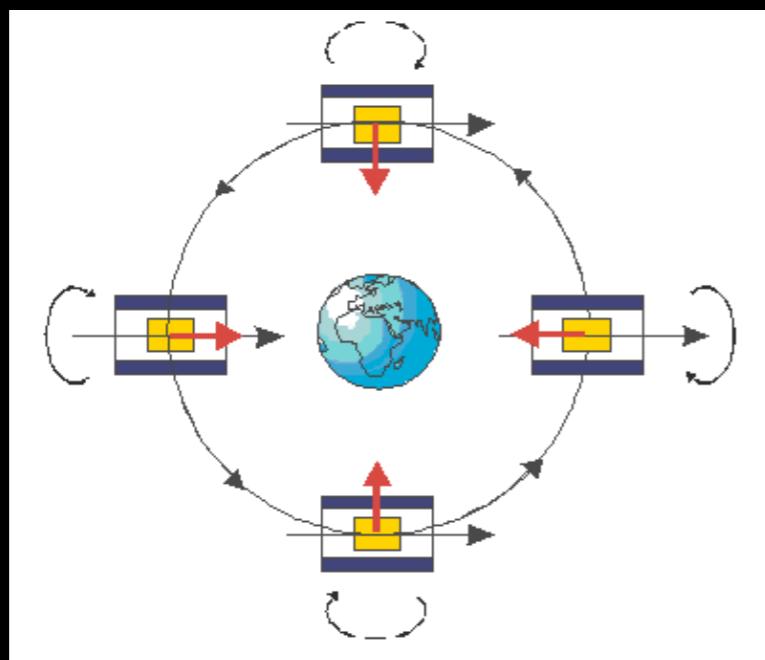
# MICROSCOPE

MICRO-Satellite à traînée Compensée pour l'Observation du Principe d'Equivalence

Durée de vie: 1an

Orbite polaire héliosynchrone à 700km

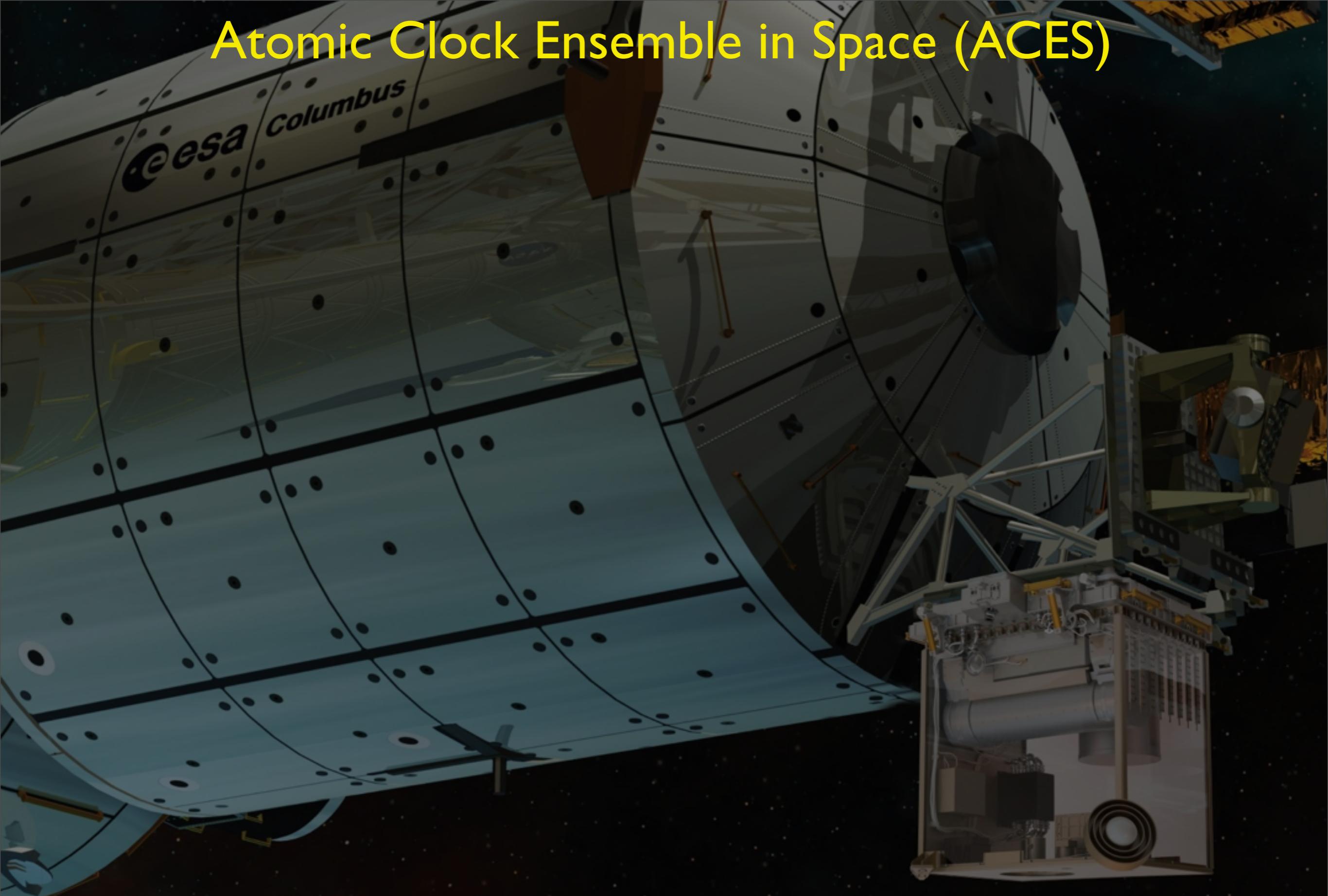
Instruments: 2 accéléromètres différentiels



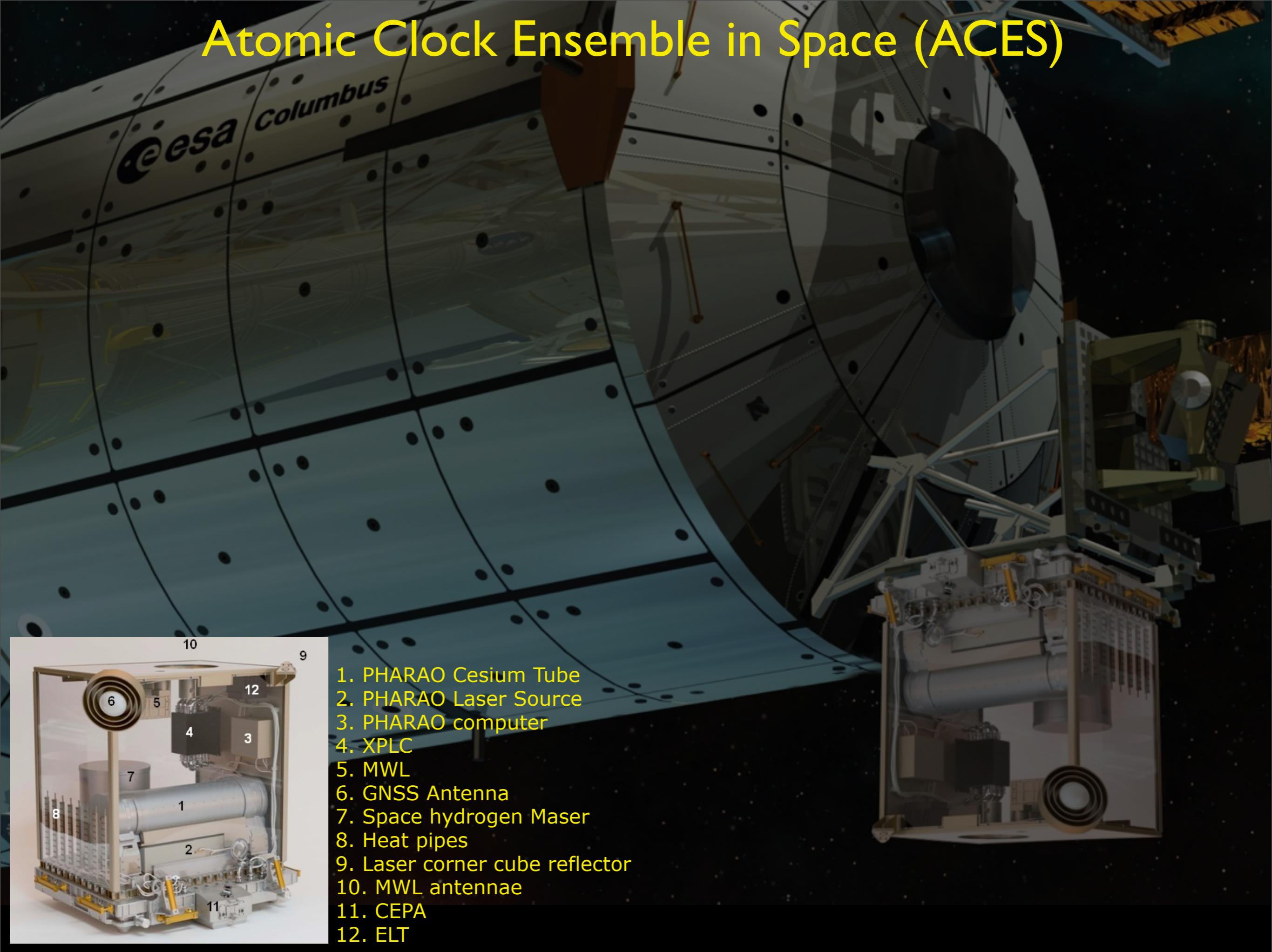
© CNES - Mars 2006/Illust. D. Ducros



# Atomic Clock Ensemble in Space (ACES)

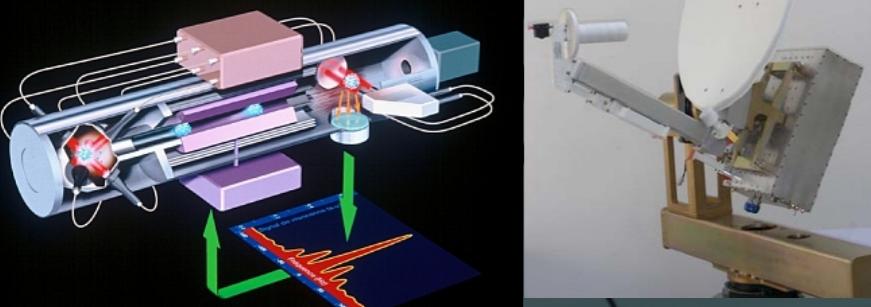
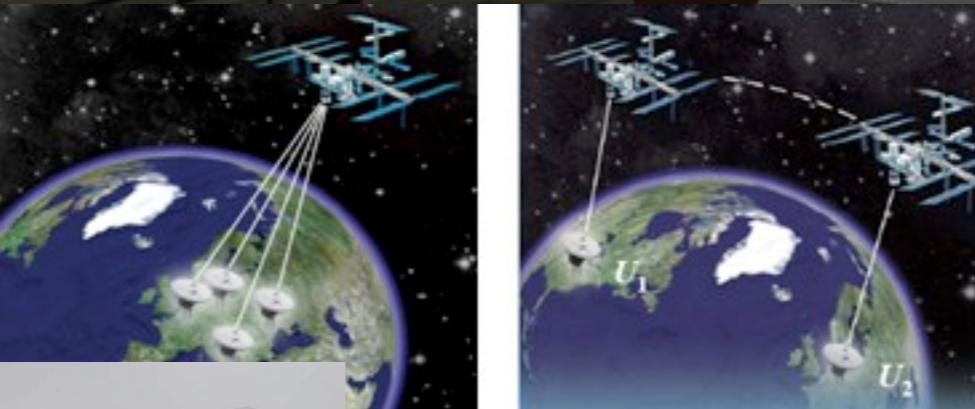
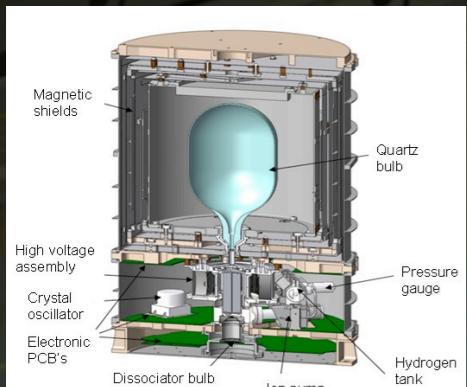


# Atomic Clock Ensemble in Space (ACES)

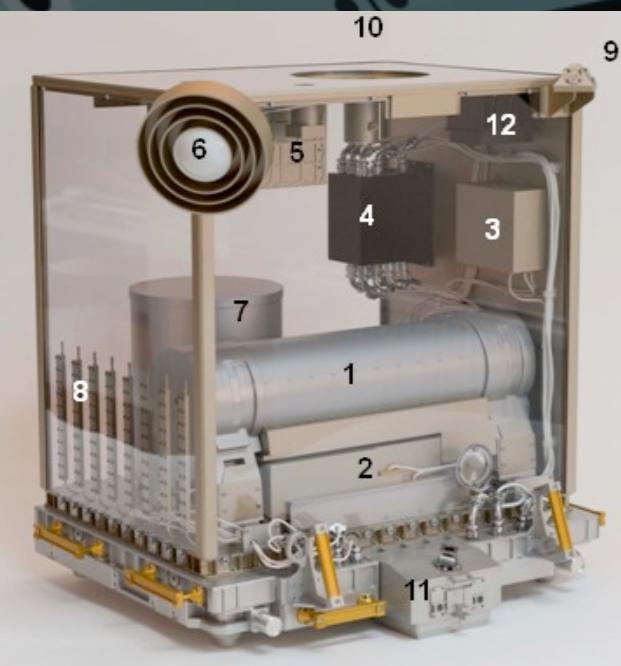


# Atomic Clock Ensemble in Space (ACES)

maser à hydrogène



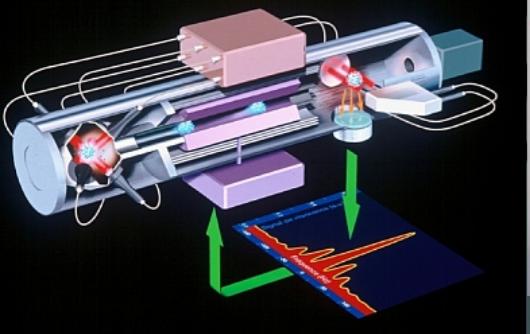
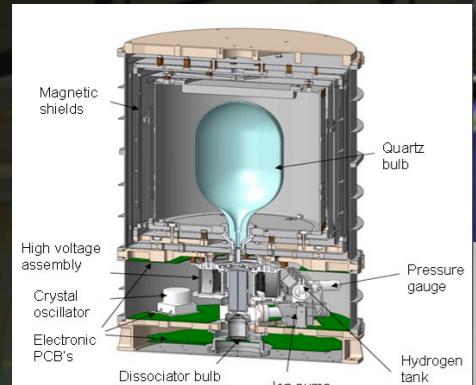
PHARAO tube



1. PHARAO Cesium Tube
2. PHARAO Laser Source
3. PHARAO computer
4. XPLC
5. MWL
6. GNSS Antenna
7. Space hydrogen Maser
8. Heat pipes
9. Laser corner cube reflector
10. MWL antennae
11. CEPA
12. ELT

# Atomic Clock Ensemble in Space (ACES)

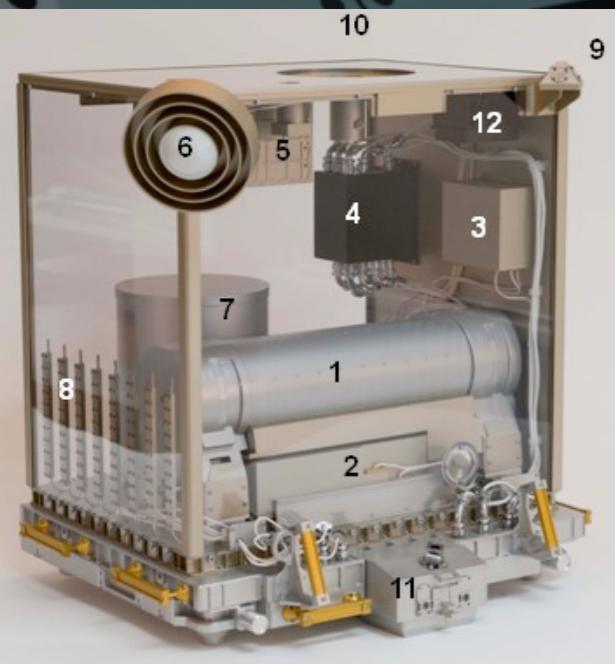
maser à hydrogène



PHARAO tube

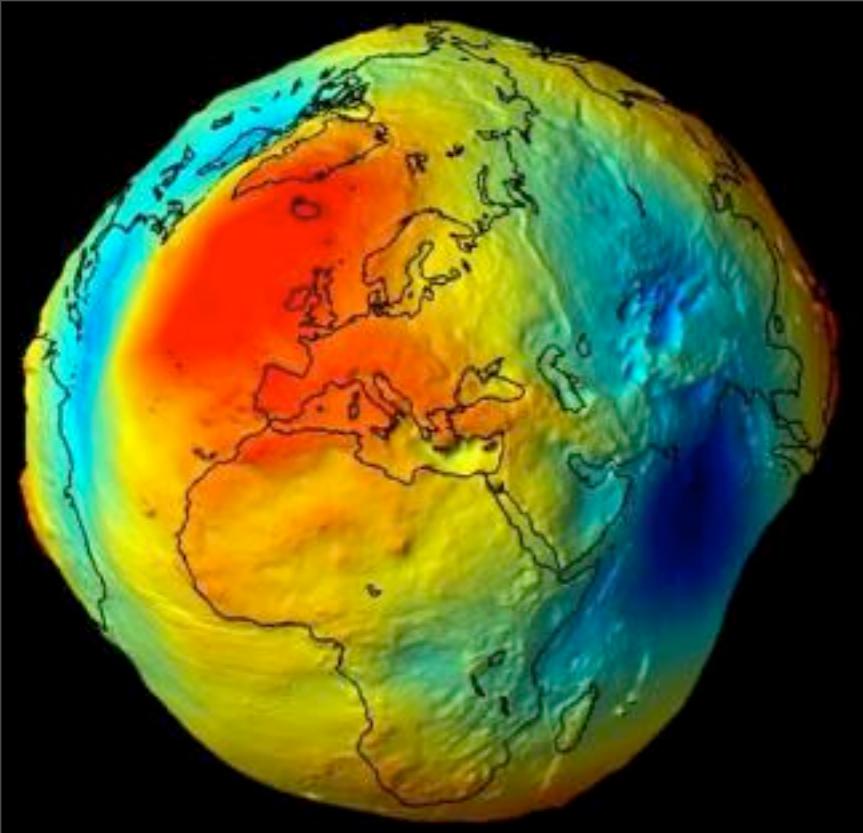
## Objectifs:

1. Etalon de fréquence performant dans l'espace (micro-gravité) à mieux de  $10^{-16}$
2. La comparaison d'horloges distantes espace-sol ou sol-sol sur des distances inter-continentales.
3. Test du Redshift de la Relativité Générale : 35 fois mieux que Gravity Probe A.



1. PHARAO Cesium Tube
2. PHARAO Laser Source
3. PHARAO computer
4. XPLC
5. MWL
6. GNSS Antenna
7. Space hydrogen Maser
8. Heat pipes
9. Laser corner cube reflector
10. MWL antennae
11. CEPA
12. ELT





Multiples techniques

Comprendre la dynamique interne  
de la Terre

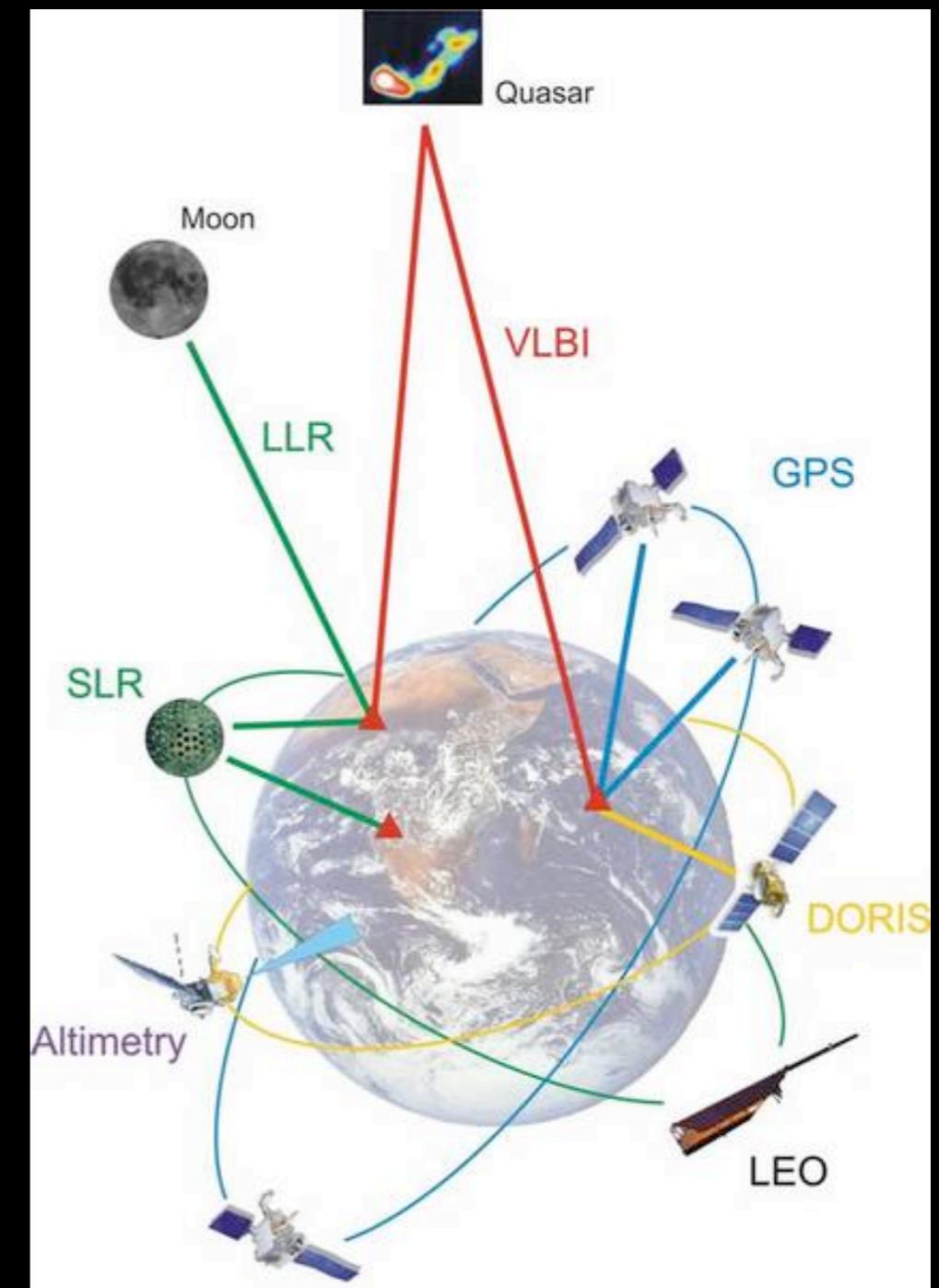
Déterminer le champ de gravité

Se positionner correctement

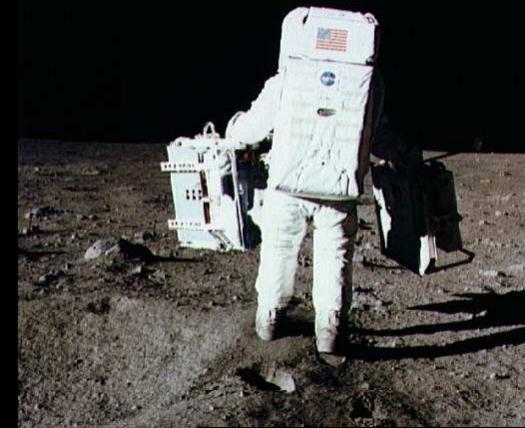
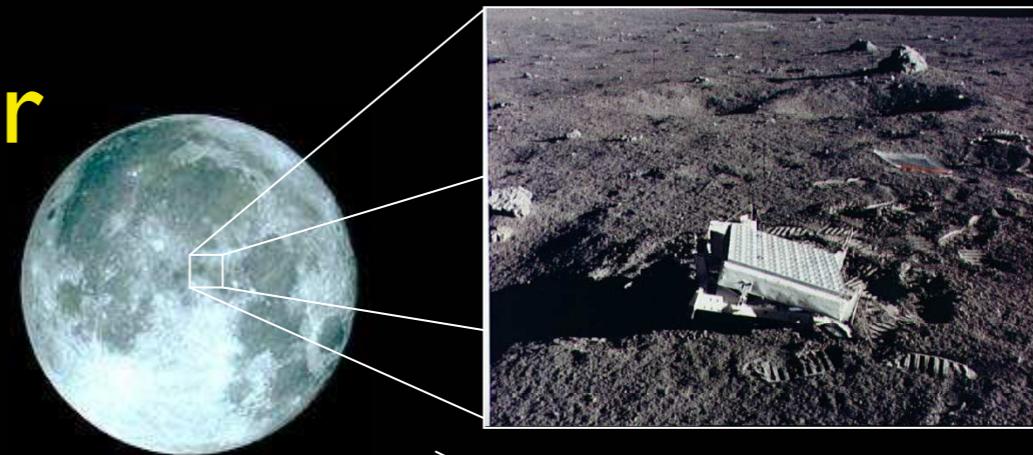


Effet Lense-Thirring grâce à LAGEOS  
Ciufolini & Pavlis, Nature 2004

# L'apport de la géodésie spatiale



# Contributions du tir laser vers la Lune



Si masse inerte et masse gravitationnelle différentes:

Signal sur le mouvement orbital, test du Principe d'équivalence faible.



VOLUME 36, NUMBER 11

PHYSICAL REVIEW LETTERS

15 MARCH 1976

## Verification of the Principle of Equivalence for Massive Bodies\*

Irwin I. Shapiro and Charles C. Counselman, III  
*Massachusetts Institute of Technology, Cambridge, Massachusetts 02139*  
and  
Robert W. King  
*Air Force Cambridge Research Laboratories, Bedford, Massachusetts 01731*  
(Received 10 December 1975)

Analysis of 1389 measurements, accumulated between 1970 and 1974, of echo delays of laser signals transmitted from Earth and reflected from cube corners on the Moon shows gravitational binding energy to contribute equally to Earth's inertial and passive gravitational masses to within the estimated uncertainty of 1.5%. The corresponding restriction on the Eddington-Robertson parameters is  $4\beta - \gamma - 3 = -0.001 \pm 0.015$ . Combination with other results, as if independent, yields  $\beta = 1.003 \pm 0.005$  and  $\gamma = 1.008 \pm 0.008$ , in accord with general relativity.

Mais permet aussi:

- de tester le principe d'équivalence fort (effet Nordtvedt)
- de tester une variation de G

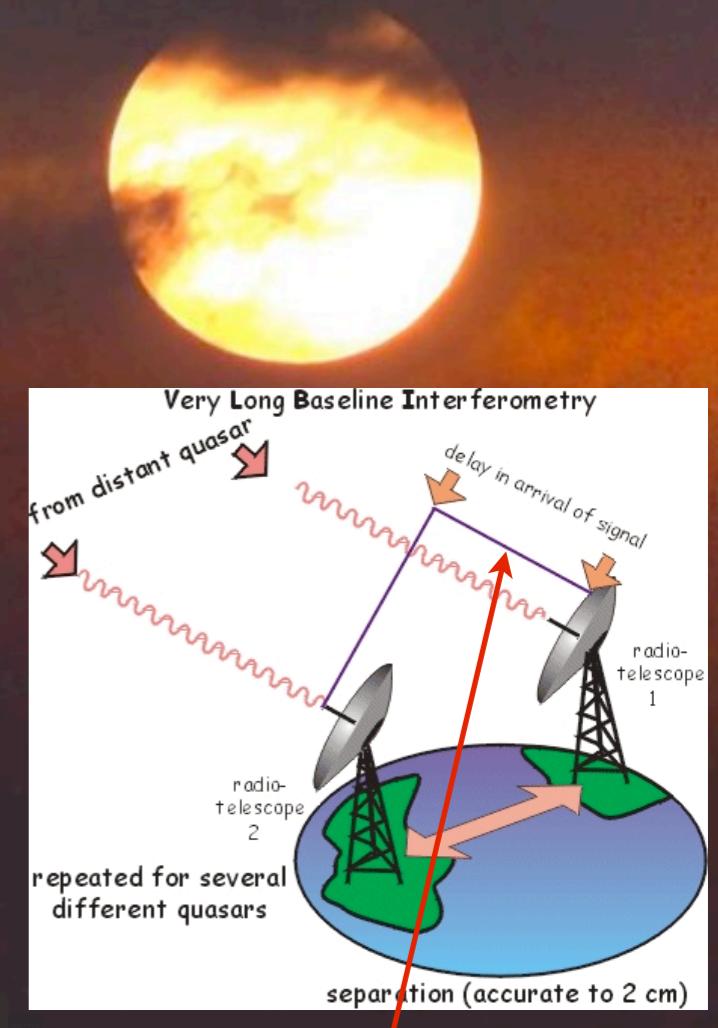
**Tests à plus grande échelle dans le Système Solaire**

# Interférométrie à Très Longue Base: le VLBI

On observe les objets les plus lointains:

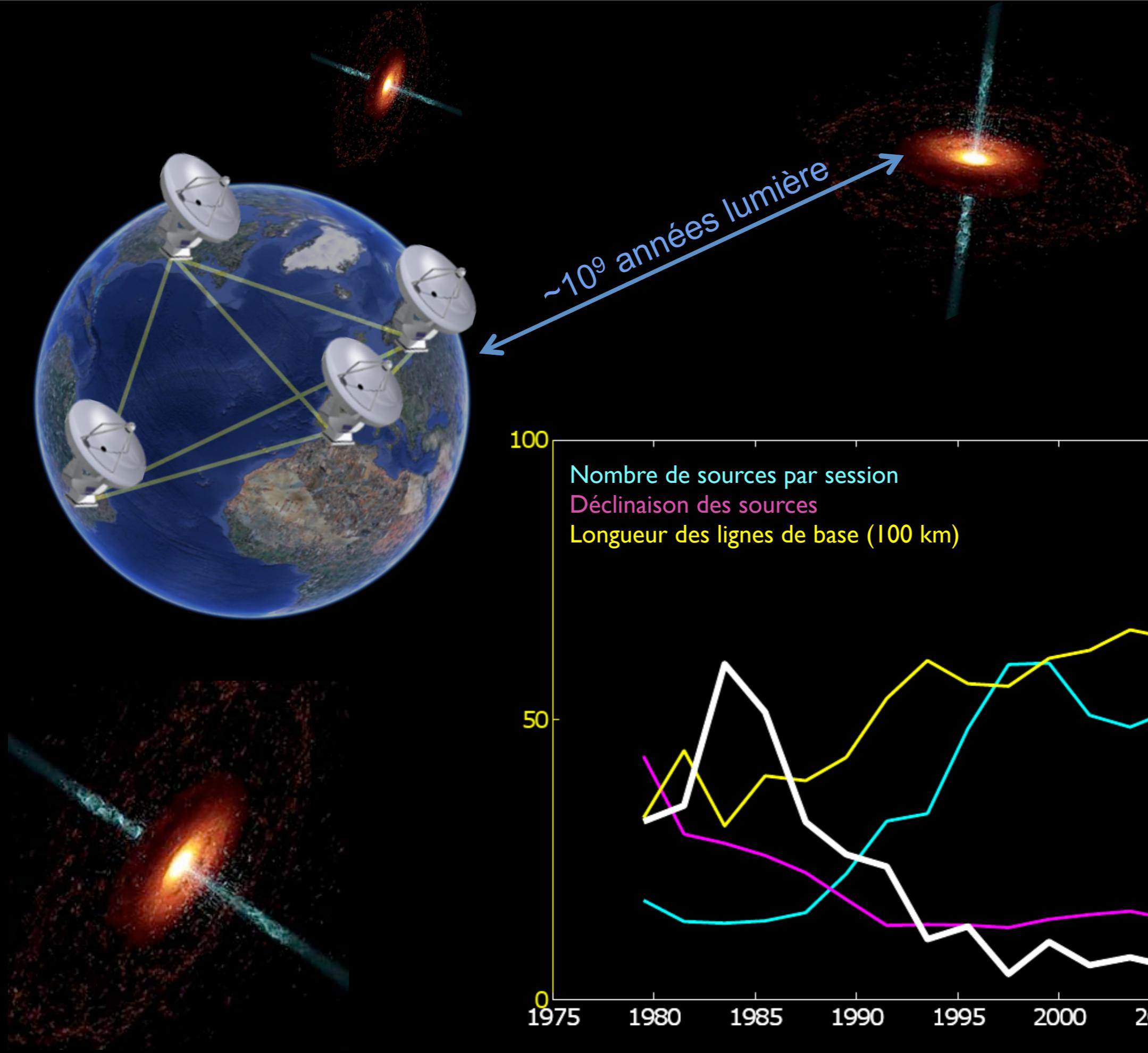
1. Ne bougent pas, en première approximation,
2. Avec 2 radio-télescopes, on réalise donc une triangulation !

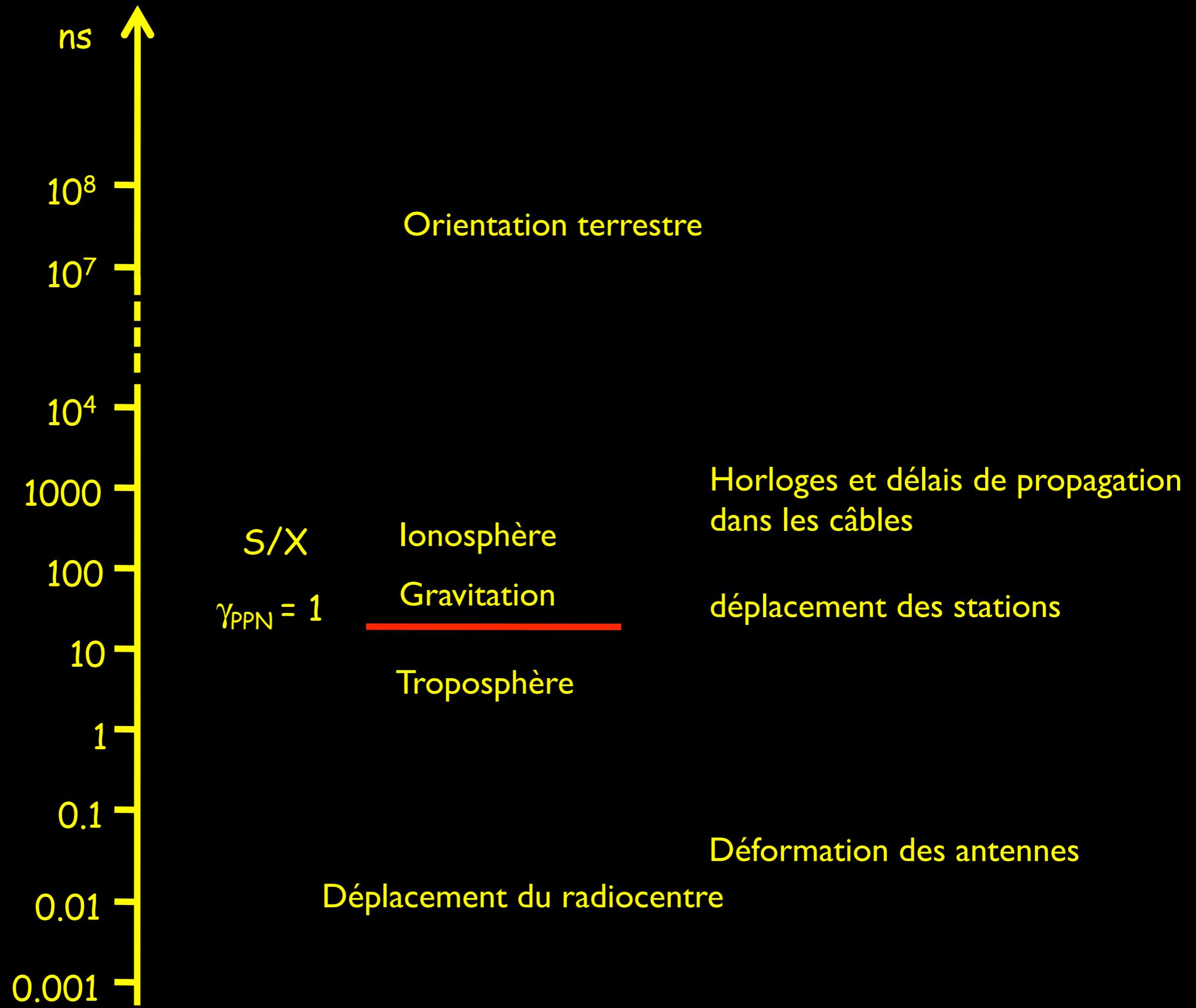
Position cinématique  
de la Terre  
dans l'espace



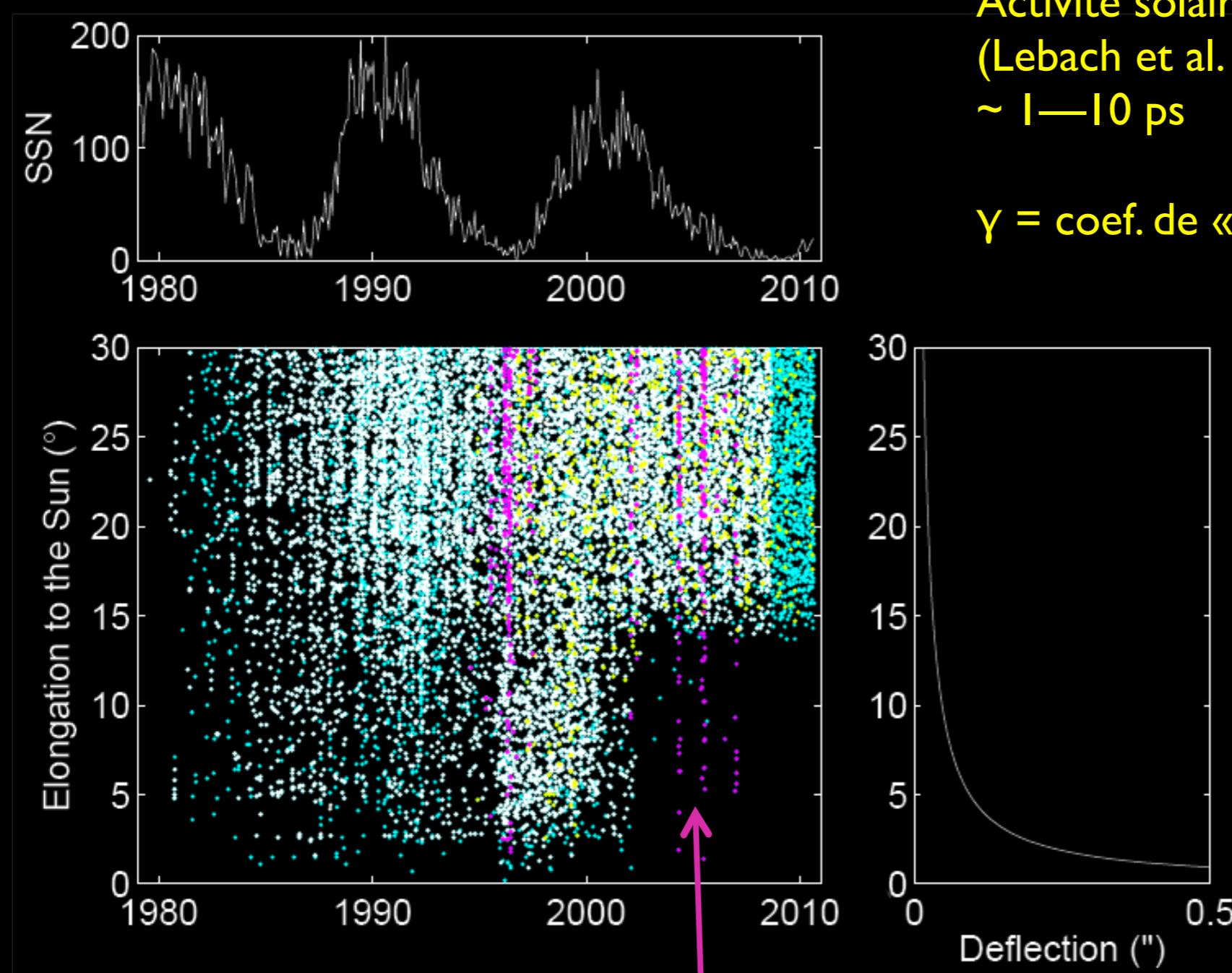
Délai temporel entre les réceptions des signaux:  
mesure temporelle !

Qui dit un laps de temps...  
dit une distance





## Lambert & Le Poncin-Lafitte 2009, 2010 : utilisation de la base de données VLBI complète



Activité solaire = défexion plus forte  
(Lebach et al. 1995)  
 $\sim 1-10 \text{ ps}$

$\gamma$  = coef. de « défexion »

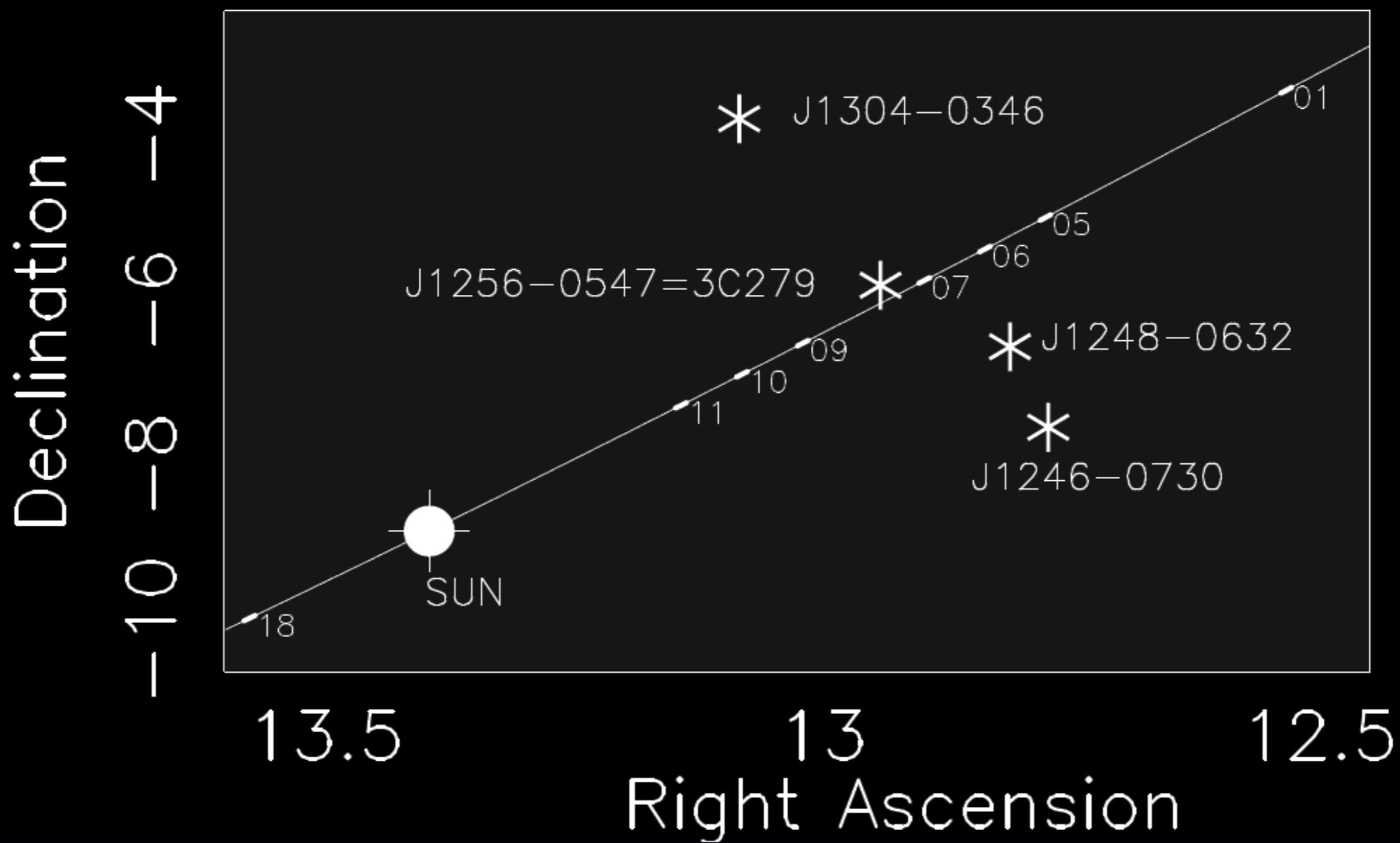
Sans le VLBA :  
 $\gamma - I = 0.4 \pm 1.4 \times 10^{-4}$

+ RDV :  
 $\gamma - I = -0.7 \pm 1.3 \times 10^{-4}$

+ VCS :  
 $\gamma - I = -0.8 \pm 1.2 \times 10^{-4}$

VLBA ~ 3% des sessions ~ 30% des observations

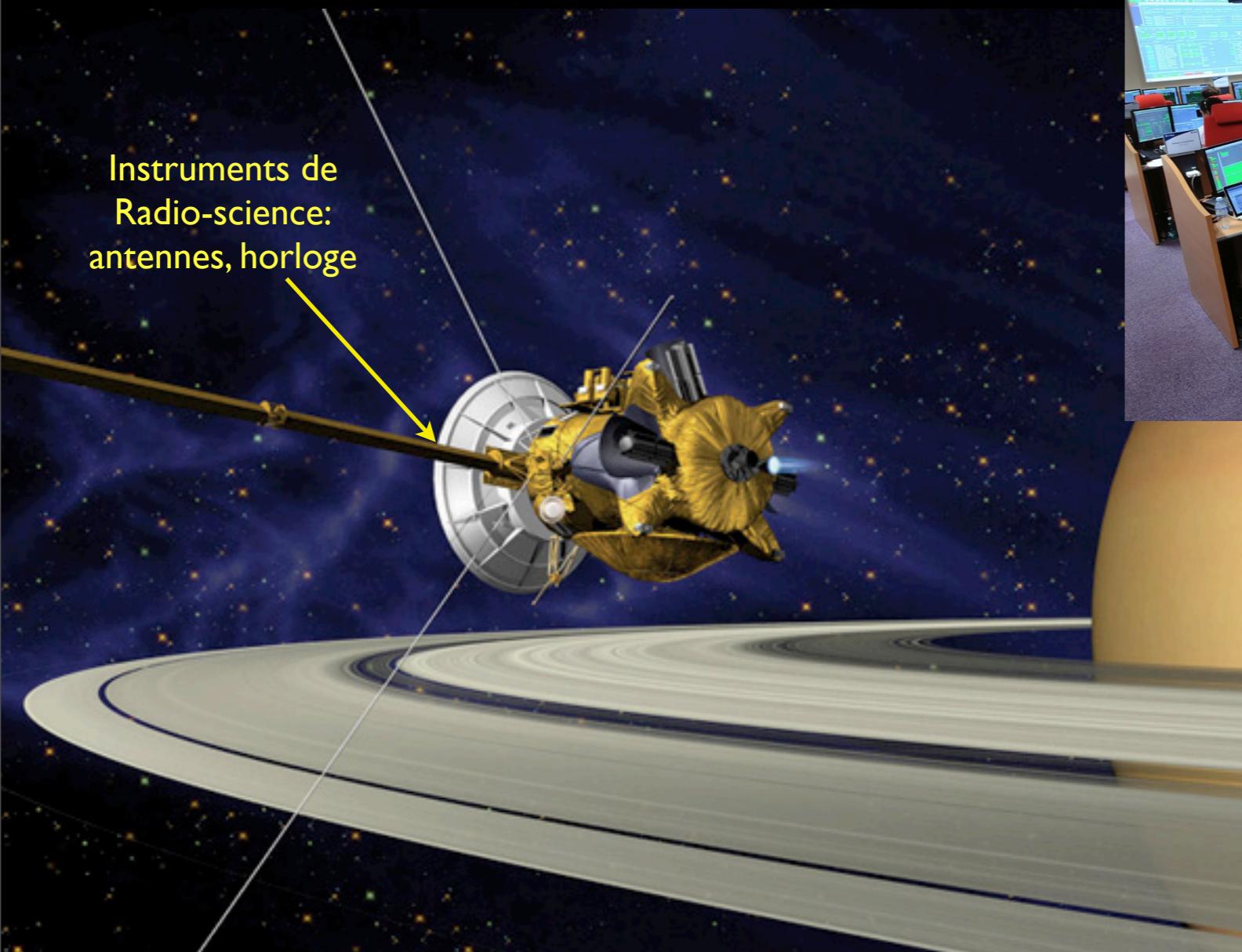
Fomalont et al. 2009



$$\gamma - I = 2 \pm 3 \times 10^{-4}$$

- Le VLBI mesure  $\gamma$  à  $1.2 \times 10^{-4}$  :
  - Effets coronaux difficiles à supprimer
  - Précision limitée par troposphère + structure de source
- Apport substantiel du VLBA
- Dommage que l'IVS « bloque » à  $15^\circ$  du soleil pour les sessions routinières
- Programmer des sources proches du soleil dans le futur (accepté par l'IVS depuis peu)...

# Expérience de Radio-Science avec Cassini

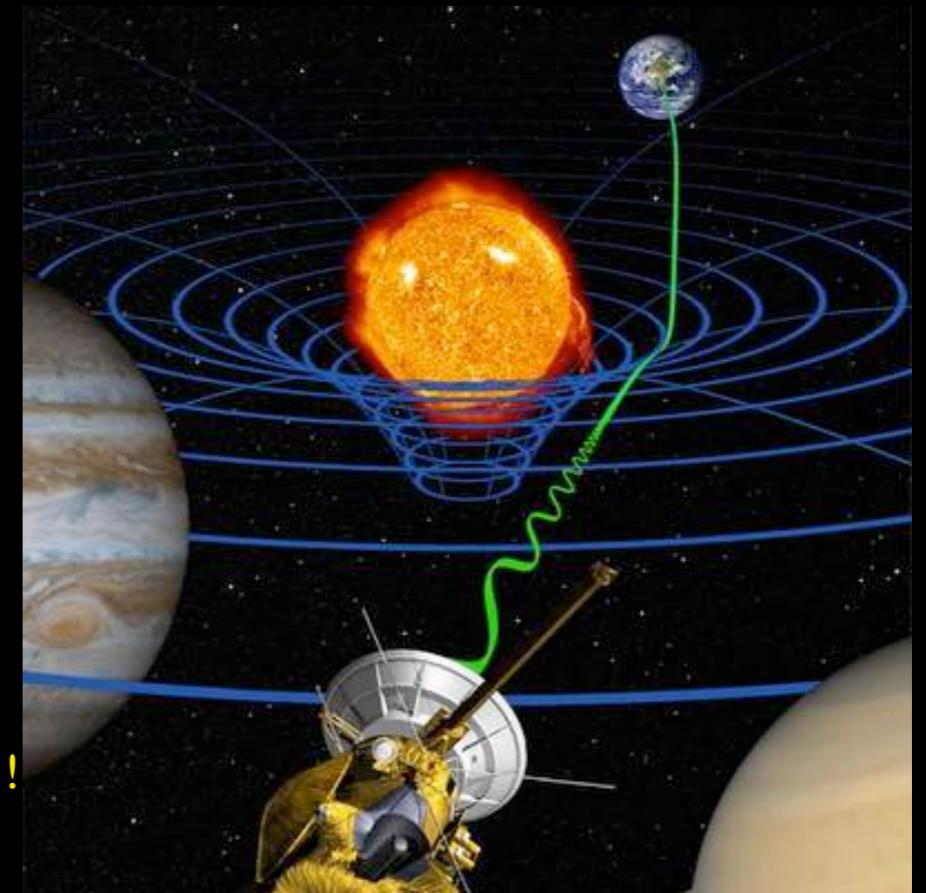


Conjonction entre la Terre  
et Cassini en Septembre 2003



Maximum de déflexion relativiste !

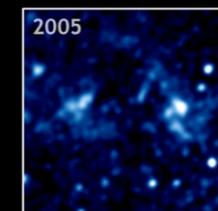
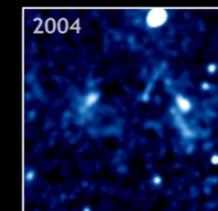
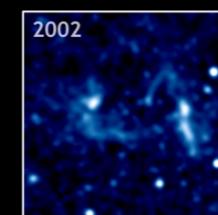
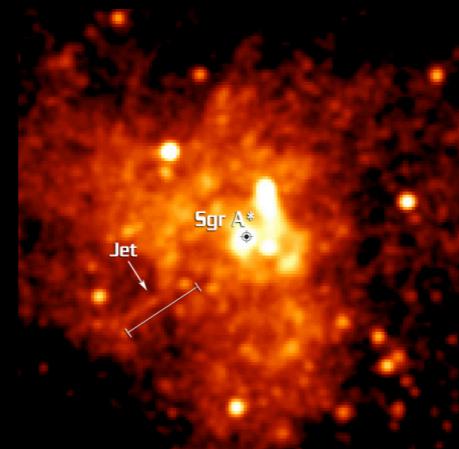
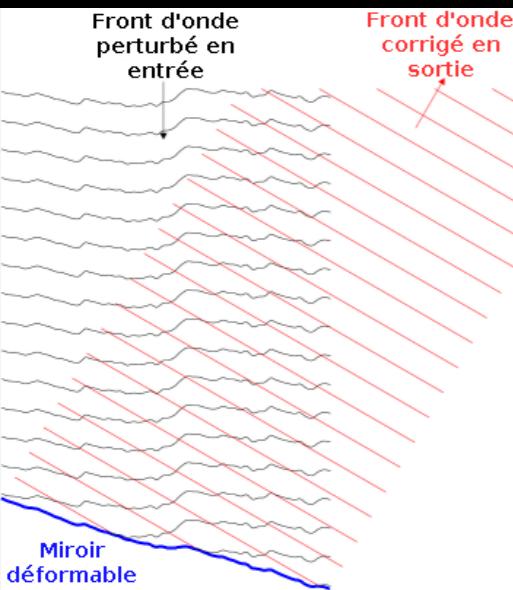
Une équipe italienne mesure le changement de la fréquence du signal  
avec une précision de quelques  $10^{-14}$  de fraction de fréquence.



La Relativité serait correcte à 0.002% près  
Bertotti et al. 2003, Nature, 425, 374

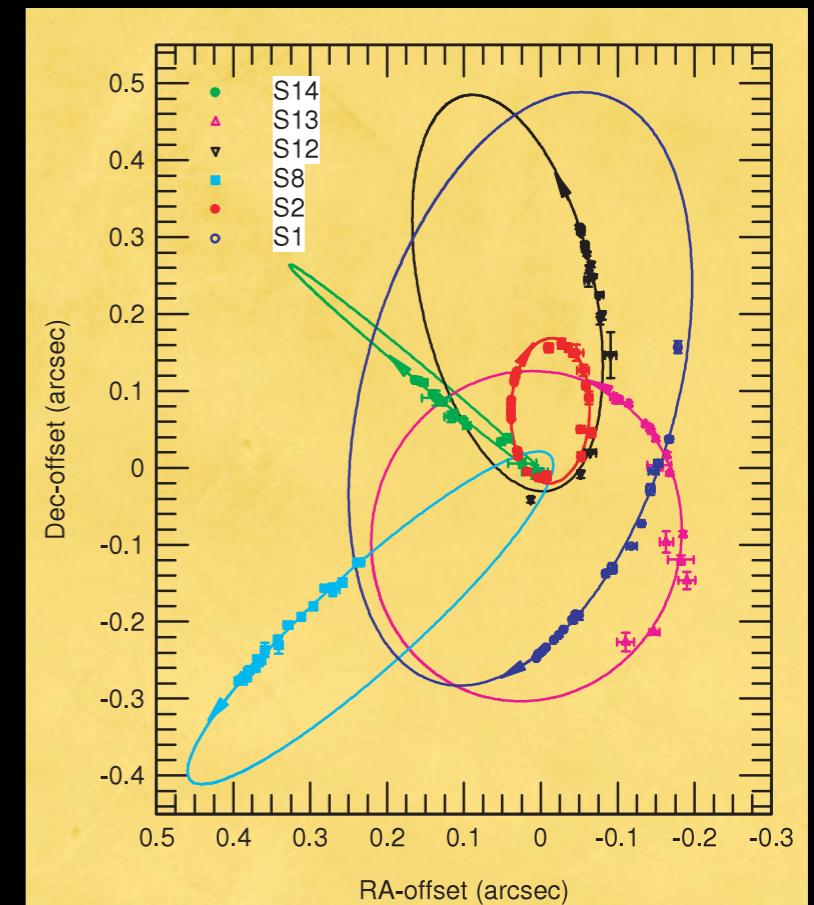
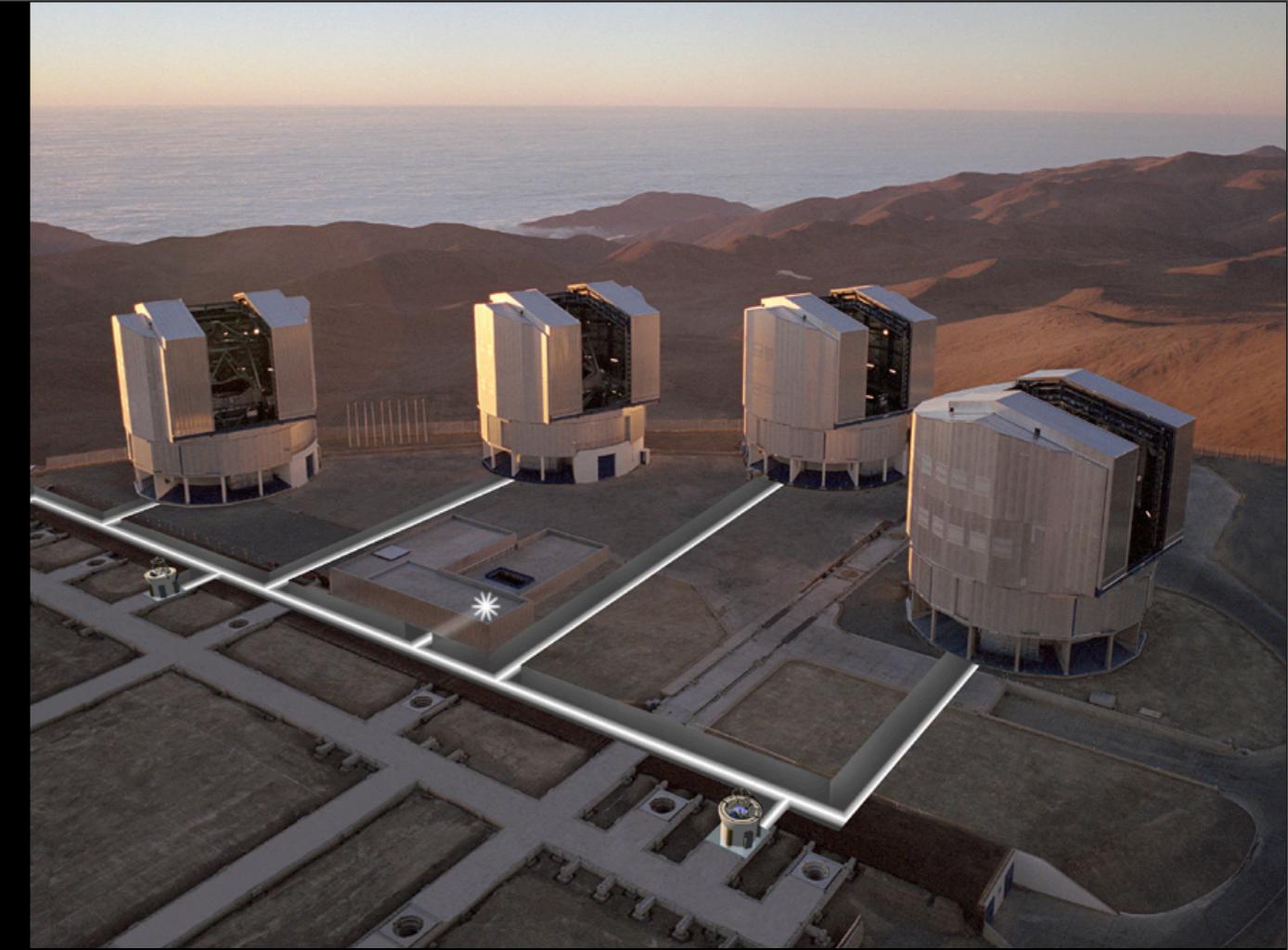
# Les tests en champ fort: expérience GRAVITY

Mesure d'interférométrie  
longueur d'onde infrarouge  
Utilisation de l'optique adaptative



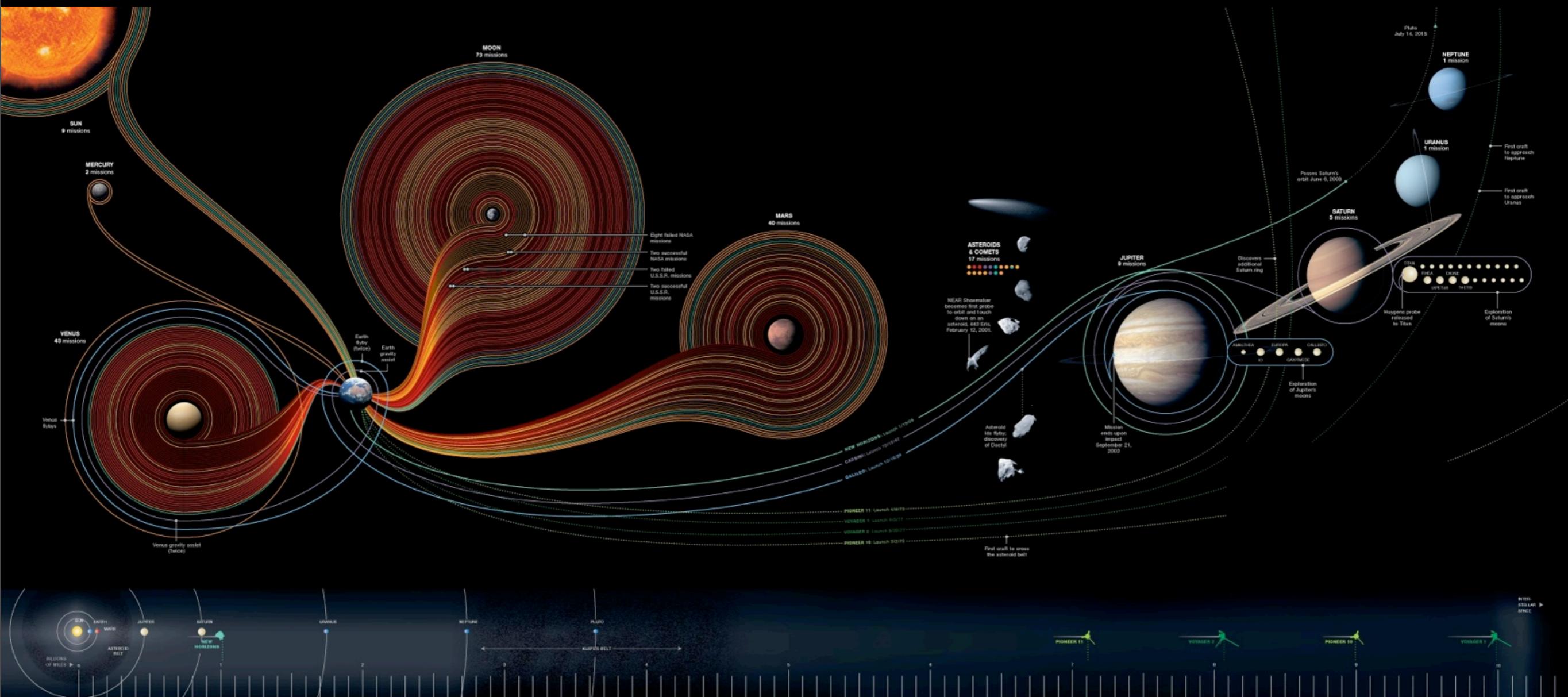
Observations de  
Sagittarius A près du  
trou noir central

observations de Sgr A en X du satellite Chandra



Eisenhauer et al. 2005

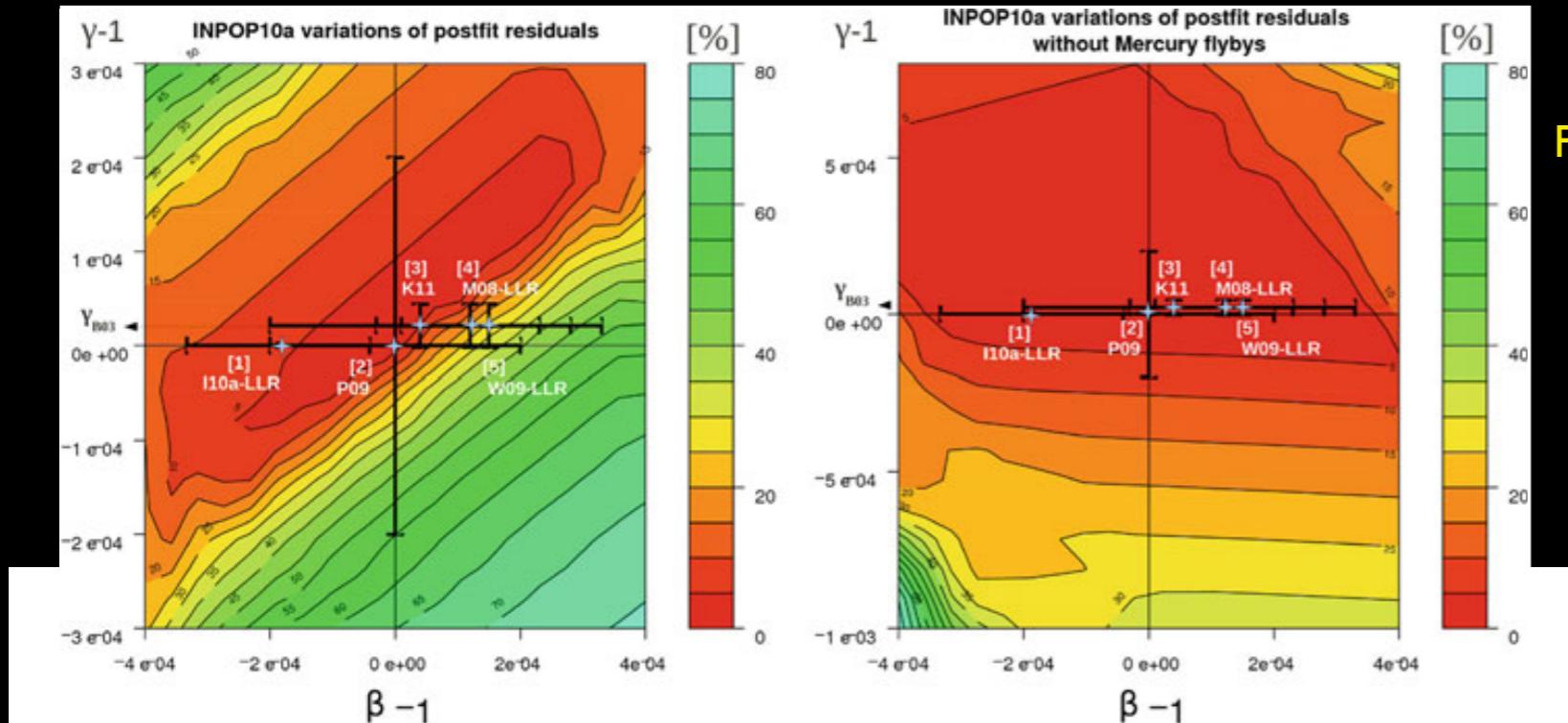
# Exploration spatiale du Système solaire



NOMBREUSES DONNÉES DE NAVIGATION  
+ DONNÉES ASTROMÉTRIQUES, RADAR...

- 1. Amélioration des éphémérides  
2. Amélioration des tests de la gravitation

# Les éphémérides planétaires et satellitaires.



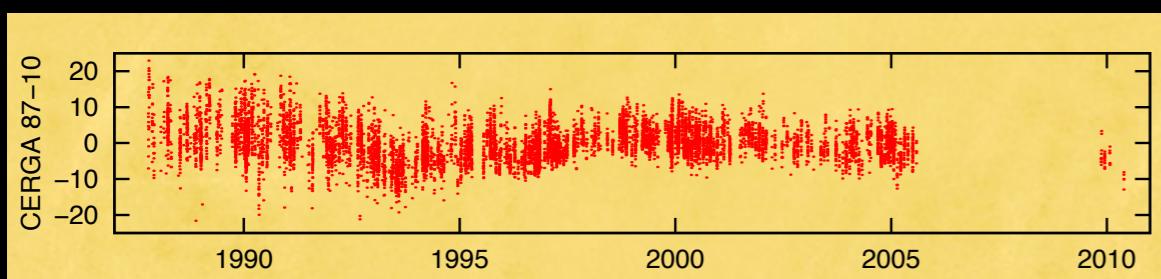
Fienga et al. 2011

- Ephémérides planétaires:
1. DE du JPL
  2. VSOP - INPOP
  3. EPM

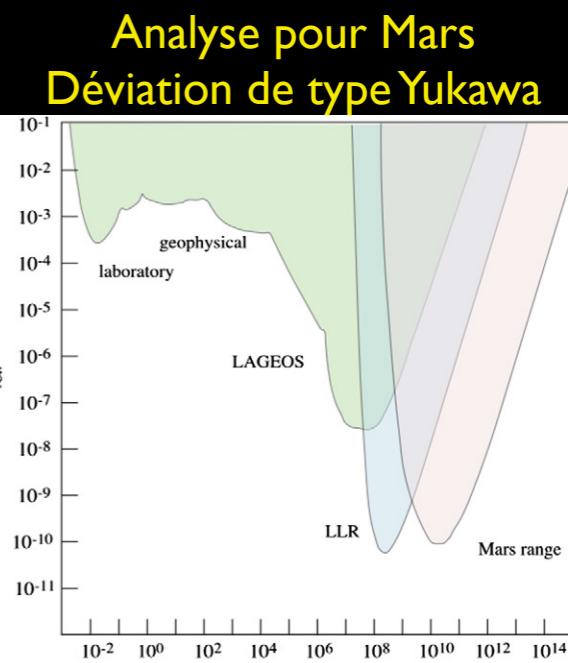
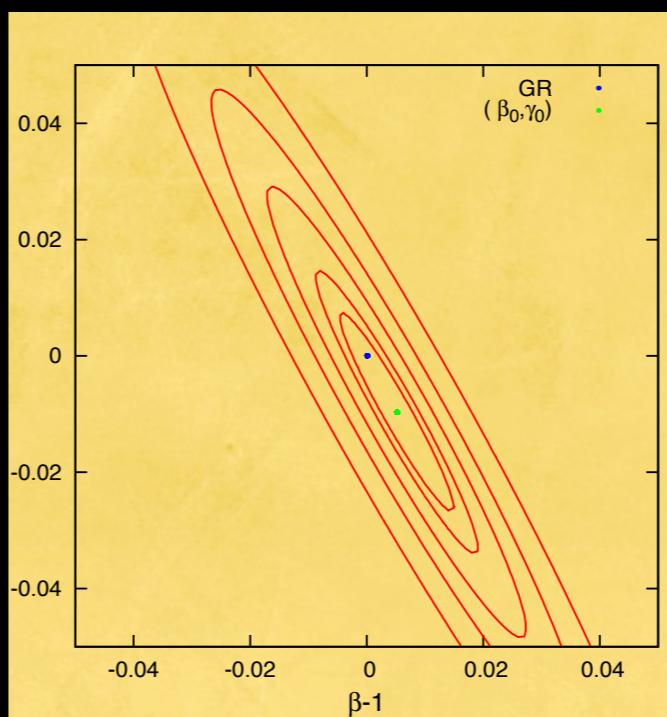
**Fig. 7** Variations of postfit residuals obtained for different values of PPN  $\beta$  (x-axis) and  $\gamma$  (y-axis). [1] stands for a PPN  $\beta$  value obtained by Manche et al. (2010) using LLR observations with  $\gamma = 0$ , [2] stands for Pitjeva (2010) by a global fit of EPM planetary ephemerides. K11 stands for Konopliv et al. (2011) determinations based mainly on Mars data analysis. M08 for Müller et al. (2008) and W09 for Williams et al. (2009) give values deduced from LLR for a fixed value of  $\gamma$ , B03 stands for Bertotti et al. (2003) determination of  $\gamma$  by solar conjunction during the Cassini mission

## Ephémérides de satellite:

1. le mouvement de la lune (Laser-Lune)
2. les orbiteurs autour de Mars



Résidus Laser-Lune  
Manche et al. 2010



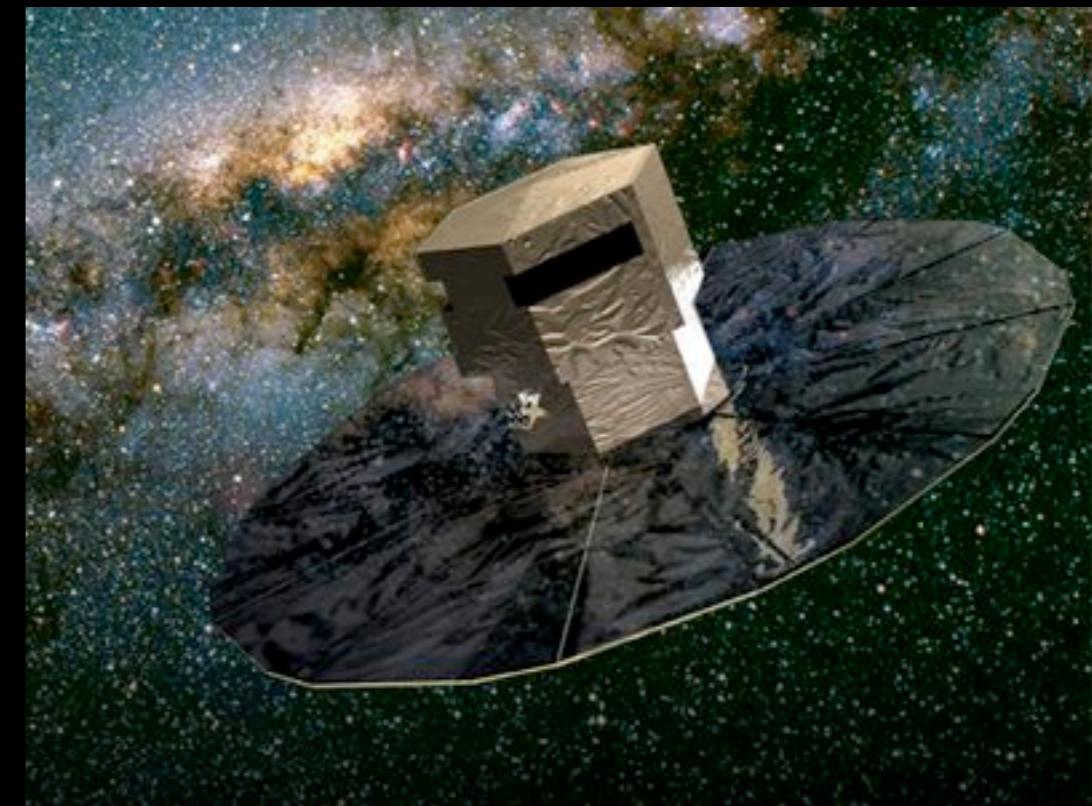
Konopliv et al. 2010

# D'Hipparcos à Gaia

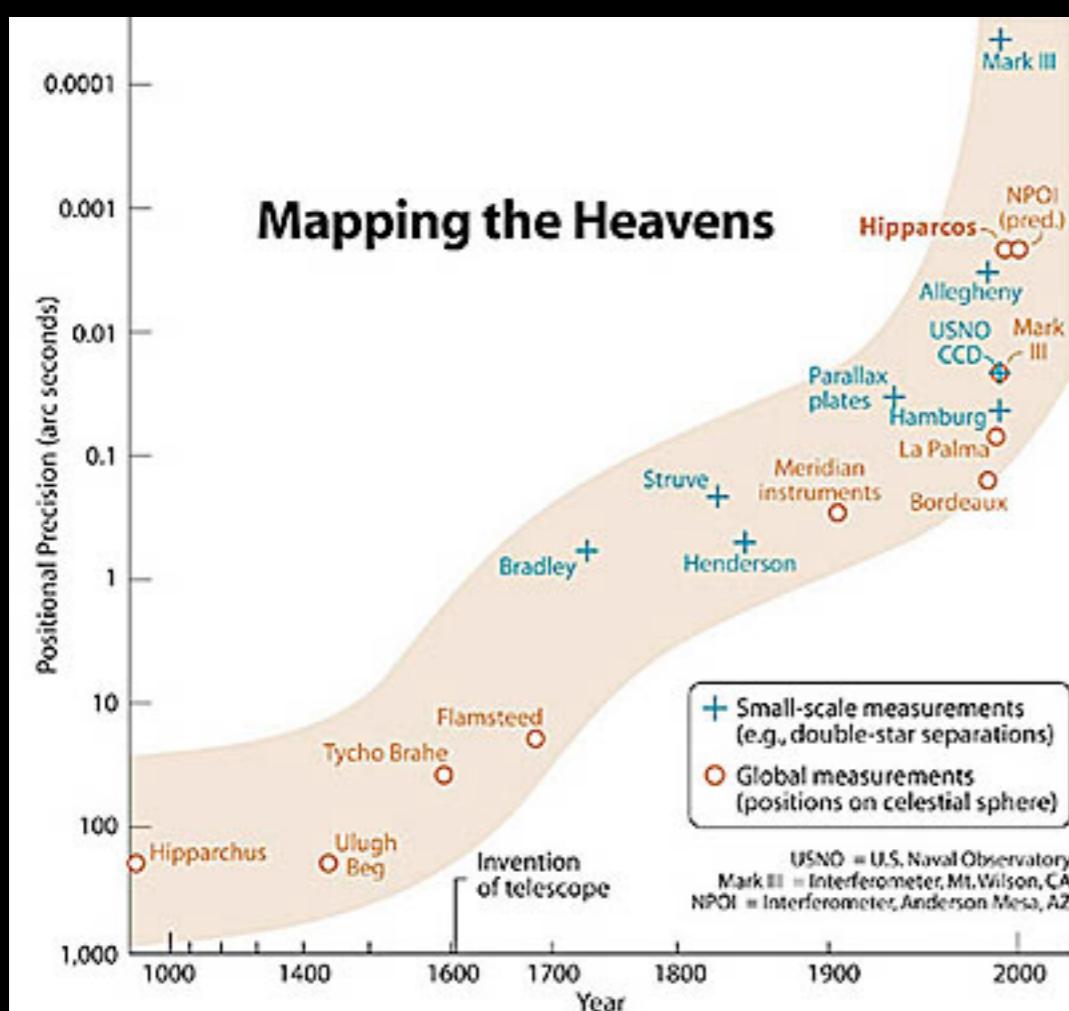
## l'apport de l'astrométrie spatiale



Hipparcos:  
100 000 étoiles proches  
1 milli-as de précision



Gaia: 1 milliard d'étoiles de la galaxie  
1 micro-as de précision



1 seconde d'arc (as) :  $10^{-5}$  radian...

Depuis Hipparque et Ticho Brahe (à l'oeil),  
on a gagné un facteur 100 millions sur la  
précision

la Relativité joue-t-elle un rôle sur ces observations ?  
Voir la présentation de F. Mignard.

**Des tests de la gravitation qui n'en sont pas ?**

**Ca existe...**

# L'anomalie Pioneer

Révélée par le JPL en 2002  
(Anderson *et al.*, PRD, 2002)

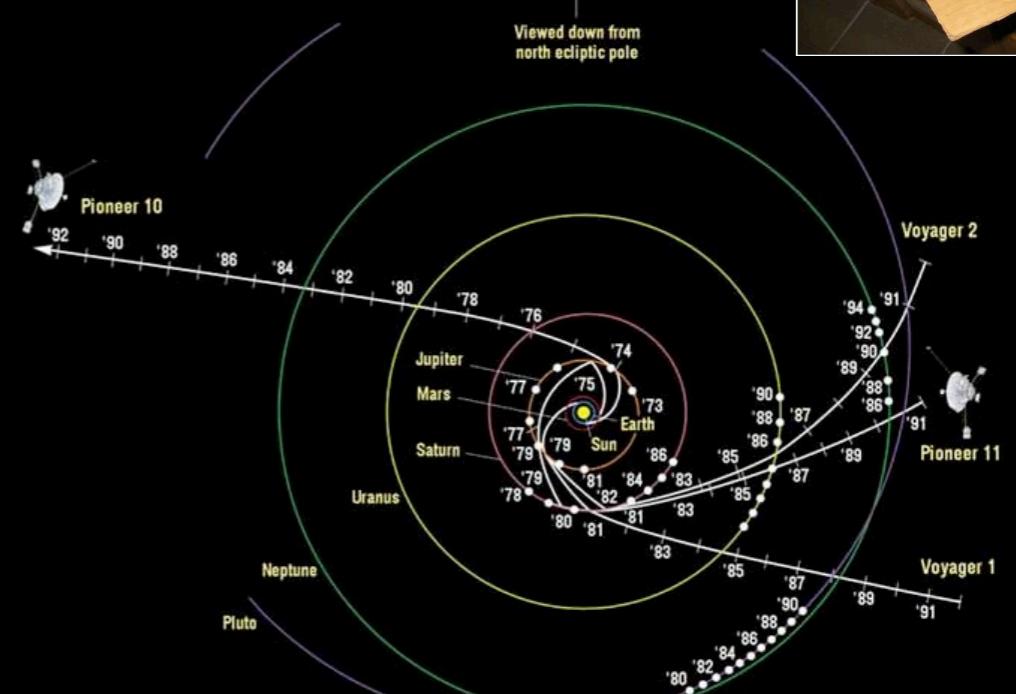
Evidemment propice à l'élaboration des théories les plus exotiques possible par centaine.

Officieusement a sombré corps et biens depuis quelques semaines.

Turyshev *et al.* arXiv:1204.2507, 2012.

L'orbite de sortie de ces sondes étaient en fort désaccord avec les modèles.

Une longue analyse a eu lieu pour déceler l'effet thermique manquant



# Un neutrino fou pris en excès de vitesse : -3 points

Sept. 2011, pour 60 ns de trop, un neutrino dépasse la limitation de vitesse. Le gendarme en charge de l'affaire : la collaboration OPERA (arXiv:1109.4897, 2011)



Centre de "traitement des amendes" de Gran Sasso.



Mars 2012 : une collaboration concurrente, ICARUS, démontre que le résultat n'est pas fiable.

Le parquet a décidé de classer l'affaire sans suite. Le chef de la gendarmerie démissionne.

cause probable de l'erreur: un câble défectueux du récepteur GPS du "radar"

# conclusions

- De très nombreuses alternatives à la RG
- Une activité intense tout azimut pour tester les théories alternatives
- Et finalement la RG reste au centre de l'espace des paramètres...
- De nouvelles façons de tester la gravitation grâce à la haute précision