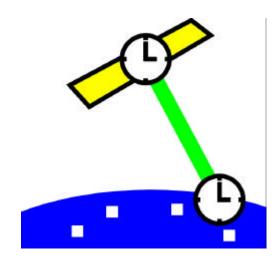
Liens optiques

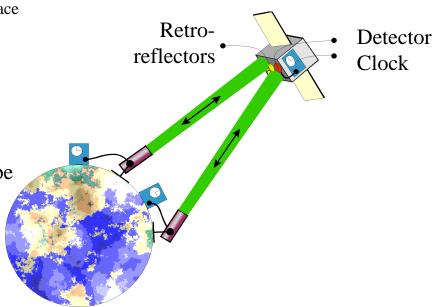
Transfert de Temps T2L2 &

Télémétrie Interplanétaire TIPO & ASTROD



T2L2 (Time Transfer by Laser Link) OCA/CNES

- 1997: T2L2 on board ISS : Scrapped in 2001
 - » ACES (ESA, CNES): Atomic Clock Ensemble in Space
- 2001: T2L2 on board Microsat Myriade
 - » Phase A for the vehicle
 - » Phase B for the space instrument
- 2001: T2L2 on board the first Galileo prototype



Objectifs T2L2

Transfert de temps

- » Sol-Sol
- » Sol-Espace

Métrologie du temps

- » Validation du lien optique, comparaison lien micro-onde
- » Validation horloges ultra-stable
- » Échelle de temps

VLBI

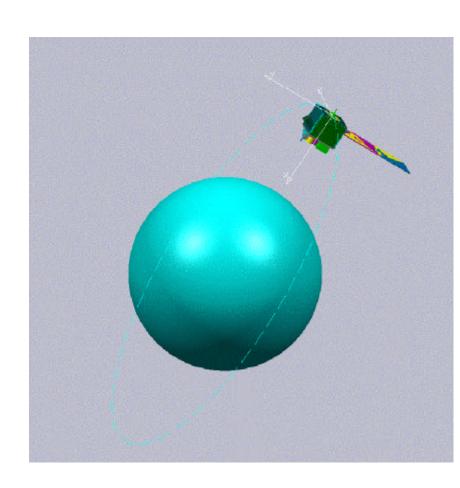
- » Augmenter la durée des observations
- » Observer des sources plus faibles

Physique fondamentale

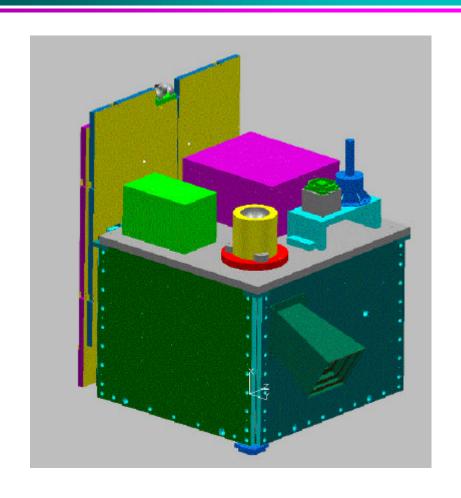
- » Mesure de la dérive de la constante de structure fine
- » Effet Einstein

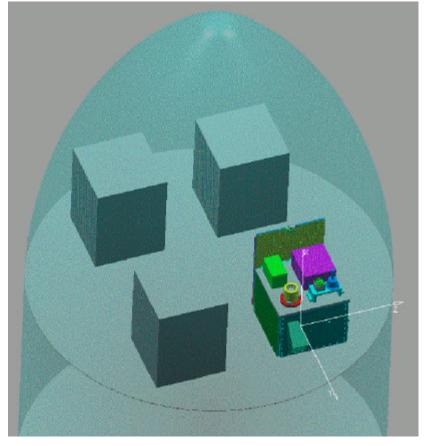
Microsat Myriade

- Masse totale < 120 kg
- Masse charge utile < 38 kg
- Attitude contrôlée 3 axes
- Propulsion hydrazine
- TM/TC: 400 kbits/20 kbits (S)
- Puissance ~ 40 Watts
- Altitude: 750 km



T2L2 sur Microsat Myriade

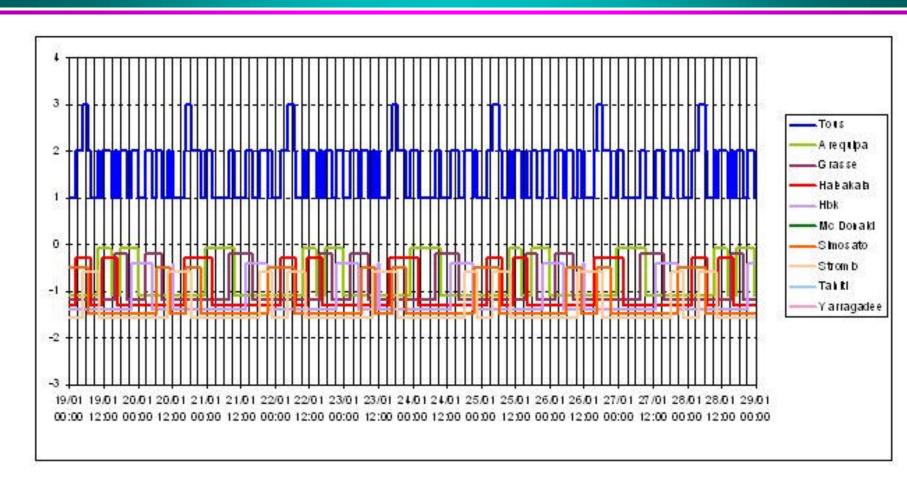




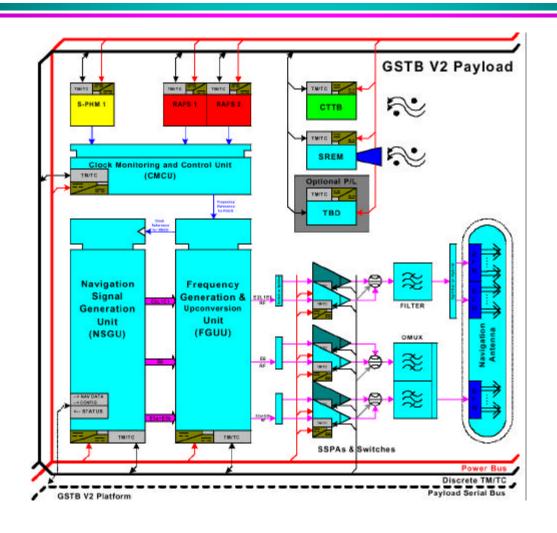
T2L2 sur Prototype Galileo : GSTB V2

- Utilisation des bandes de fréquences allouées
- Mesure des performances des horloges en orbite
- Calibration du système de détermination d'orbite
- Calibration du transfert de temps micro-onde
- Analyse du milieu
- Tests fonctionnels

Visibilité Galiléo: 6 stations laser

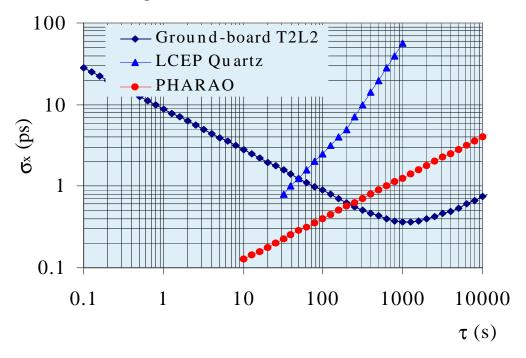


Organigramme GSTB V2 ESA



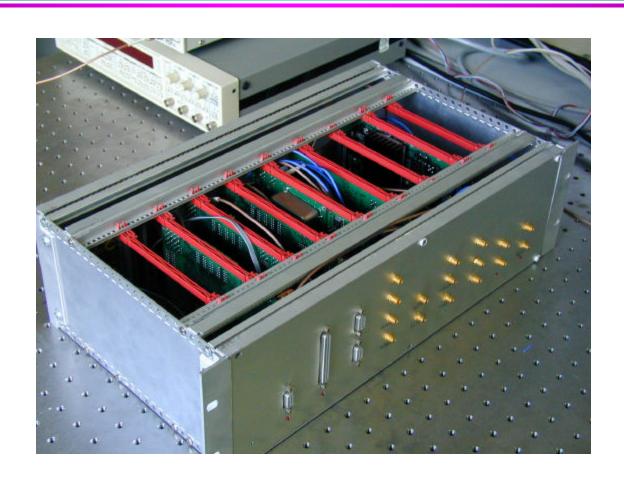
Spécifications des performances du transfert de temps T2L2

Stabilité entre horloges sol/bord

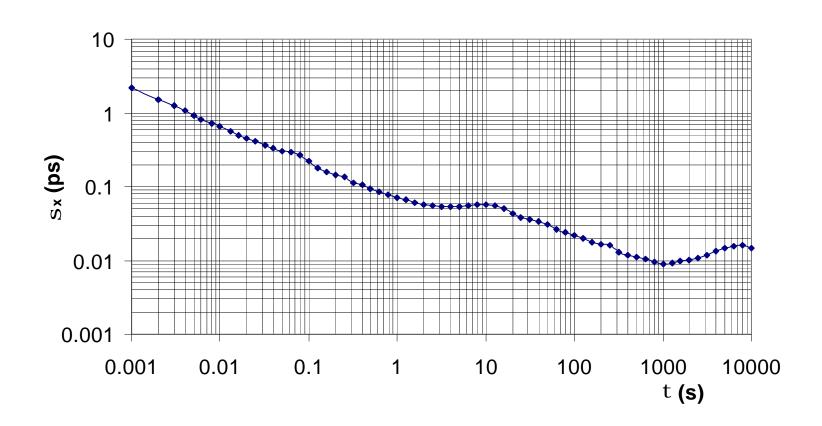


Exactitude entre horloges au sol : 50 ps

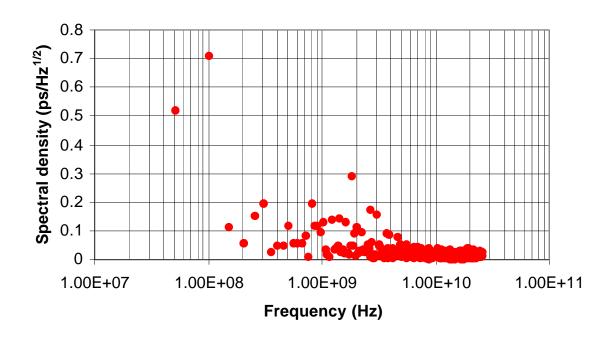
OCA Event Timer Ground design



OCA Event timer Time stability

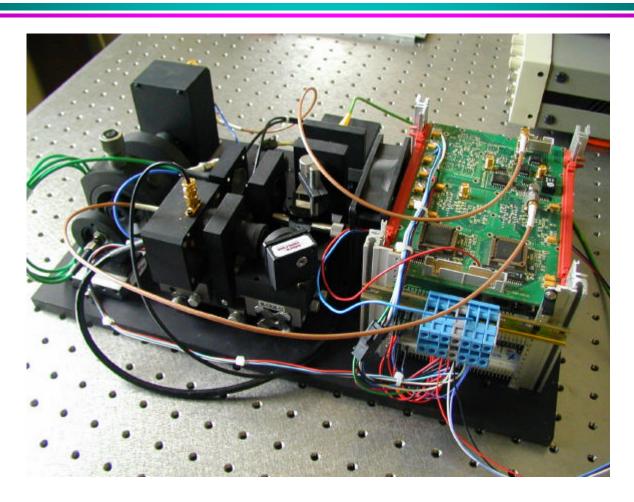


Spectral density of the vernier linearity error

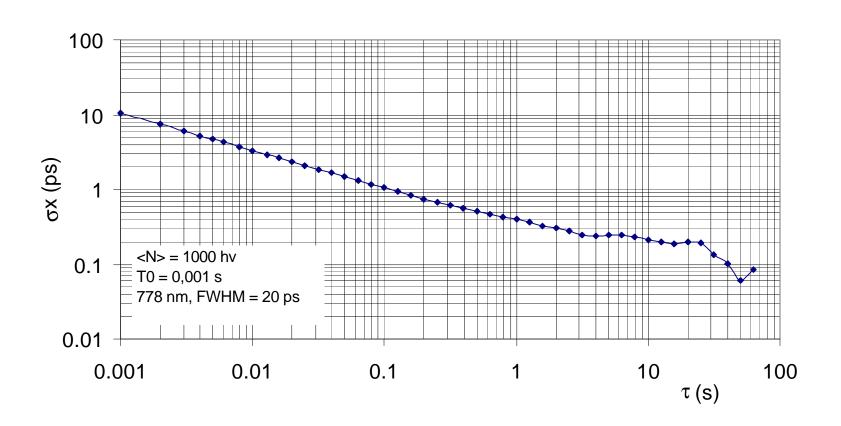


Linearity: 1 ps rms, +/- 1.5 ps

Space segment prototype



Time stability @ 778n nm 1 kHz Overall Photo detection instrument

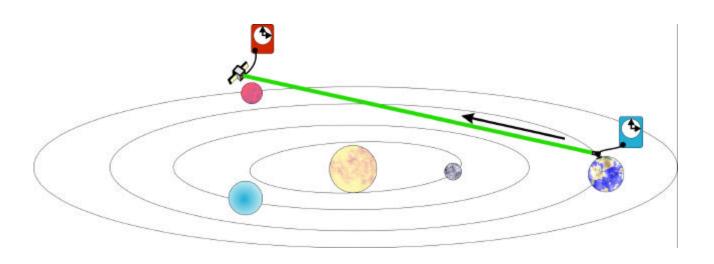


Télémétrie InterPlanétaire Optique TIPO

- Télémétrie par laser deux voies
 - » Bilan de liaison α 1/d⁴
 - » Distance limite : Terre-Lune

- Télémétrie par laser une voie
 - » Bilan de liaison α 1/d²
 - » Distance limite : au-delà du système solaire
 - » Projet Tipo (Télémétrie InterPlanétaire Optique)

Principe télémétrie laser une voie Mesure distance radiale

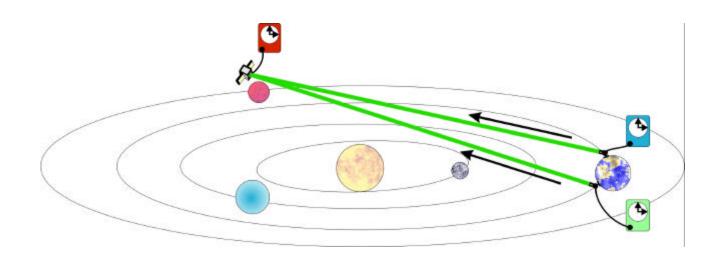


Stabilité des oscillateurs Rubidium : qqs 10⁻¹⁵ (1 jour)



Mesure différentielle sur 1 jour ~ qqs cm

Principe télémétrie laser une voie Mesure angulaire



Longueur de base au sol ~ 10 000 km Mesure différentielle entre les stations : 1 cm Synchronisation des horloges sol : 30 ps



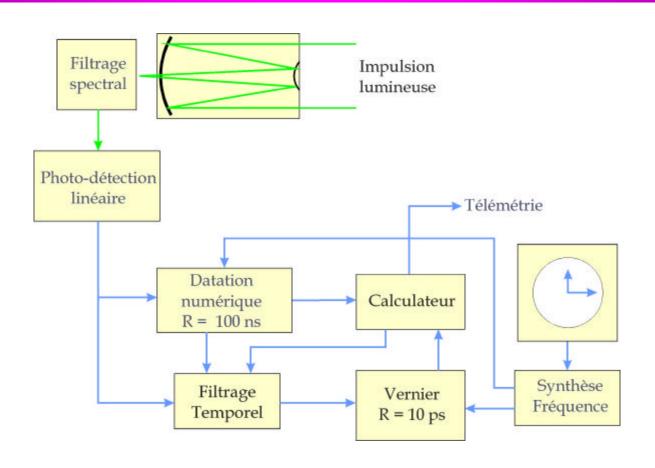
Détermination angulaire : 2 10-9 rd = 200 m @ 100 millions de km

Bilan de liaison Terre-Mars

Données

- \sim Distance : 60 10⁶ km < d < 380 10⁶ km
- » Divergence laser : $\theta = 5$ arcsec
- » Énergie par tir : E = 300 mJ
- » Surface de détection $S = 8 \cdot 10^{-3} \text{ m}^2 (100 \text{ mm})$
- Signal : $0.8 < N_{laser} < 31 e$
- Filtrage temporel basé sur des impulsions laser émises avec un code pseudo-aléatoire

Synoptique Instrument Spatial



Instrument Spatial

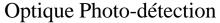
Volume :

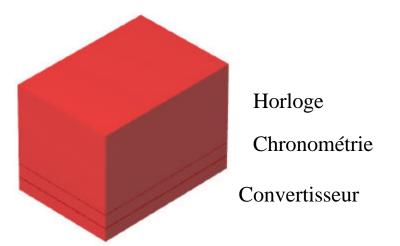
» Electronique : 220 x 155 x 160

» Optique: 110 x 120

• Masse: 9 kg

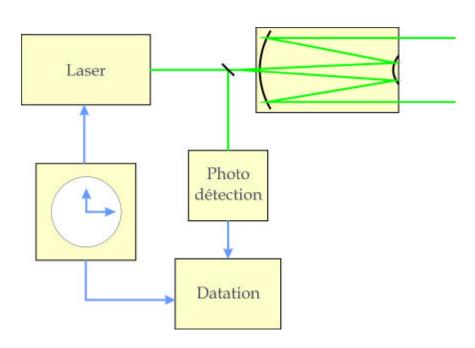






Synoptique instrument sol

- Émission, pas de réception
- Codes pseudo-aléatoires
- Datation départ



Station Laser Lune OCA



Détermination du paramètre y

• Effet Shapiro:

$$\Delta t = \frac{(1+\gamma)GM_{s}}{c^{3}} \ln \left(\frac{R_{0} + R_{1} + \rho}{R_{0} + R_{1} - \rho} \right)$$

Avec

 R_0 : Distance Terre Soleil

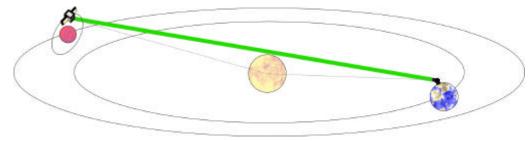
» R₁: Distance Mars Soleil

 $\approx \rho$: Distance Terre Mars

≈ γ: Paramètre PPN

» $G: 6.67 \ 10^{-11} \ m^3 kg^{-1}s^{-2}$

 M_s : Masse solaire : 2 10^{30} kg



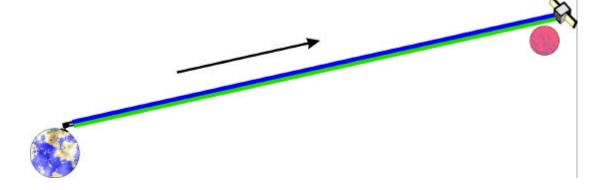
Analyse du champ de gravité Mars

- Champ de gravité local
 - » mascon
 - » volcan
- Champ de gravité global
 - » masse de la planète
 - » prévision d'orbites

Navigation

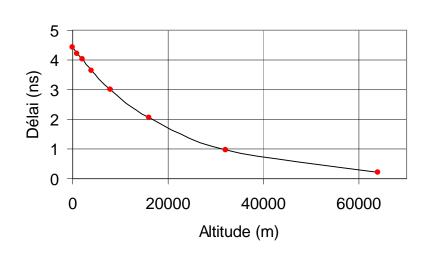
• Différentielle radiale : centimétrique/jour

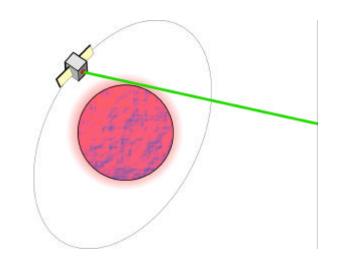
• Absolue plan normal: 200 m



Mesure atmosphérique optique

$$\delta t = \frac{2}{c} \int_{0}^{\infty} (1 - n(x)) dx$$

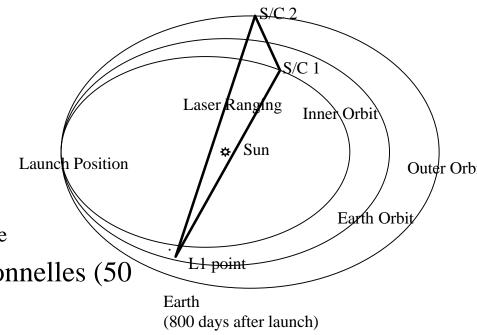




Hsat = 500 km: durée analyse 40 s

ASTRODynamical Space Test of Relativity using Optical Devices

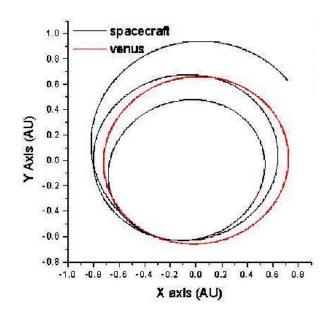
- Physique fondamentale
 - » Mesure de γ
 - » dG/dt
- Astro dynamique
 - » Moment angulaire du soleil
 - » planète et astéroïde : Orbite et Masse
- Détection des Ondes gravitationnelles (50 µHz-50 mHz)
 - » trou noir
 - » Etoiles binaires



Mini-Astrod

- Concept de la mission :
 - » 1 sonde en orbite autour du soleil : 300 jours
 - » 1 station au sol
- Configuration:
 - » Transpondeur optique
 - » Télémétrie laser pulsée : TIPO
 - » Comparaison fréquence laser / Césium
 - » Traînée compensée





Schematic Diagram of the Mini-ASTROD Spacecraft

- Cylindrical spacecraft with diameter 2.5m, height
 2m and surface covered with solar panels.
- In orbit, the cylindrical axis is perpendicular to the orbit plane with the telescope pointing toward the ground laser station.
- Power : 500 W
- Total mass: 300-350 kg, Payload mass: 100-120 kg.

Schematic Diagram of the Mini-ASTROD Spacecraft

