

Comment faire de la physique dans l'espace?

M. Sauvage

Pourquoi faire de la physique dans l'espace?

Pourquoi l'espace?

- * L'accès à l'espace est cher:
 - * Coût d'un lancement Ariane 5: 170 M€
 - * Projet Herschel+Planck: 2 G€, presque autant que le LHC (3 G€).
 - * Successeur du HST: 6 G€ prévus pour lancer la mission, le congrès américain a heureusement approuvé l'extension du budget...
- * Peu de projets voient le jour:
 - * Dernier appel (classe M) de l'agence spatiale Européenne, pression de 40 pour 1.
- * L'espace est difficile d'accès.

Pourquoi l'espace?

- * L'accès à l'espace est cher:
 - * Coût d'un lancement Ariane 5: 170 M€
 - * Projet Herschel+Planck: 2 G€, presque autant que le LHC (3 G€).
 - * Successeur du HST: 6 G€ prévus pour lancer la mission, le congrès américain a heureusement approuvé l'extension du budget...
- * Peu de projets voient le jour:
 - * Dernier appel (classe M) de l'agence spatiale Européenne, pression de 40 pour 1.
- * L'espace est difficile d'accès.



Destruction des satellites Cluster lors du lancement d'Ariane-501

Pourquoi aller dans l'espace?



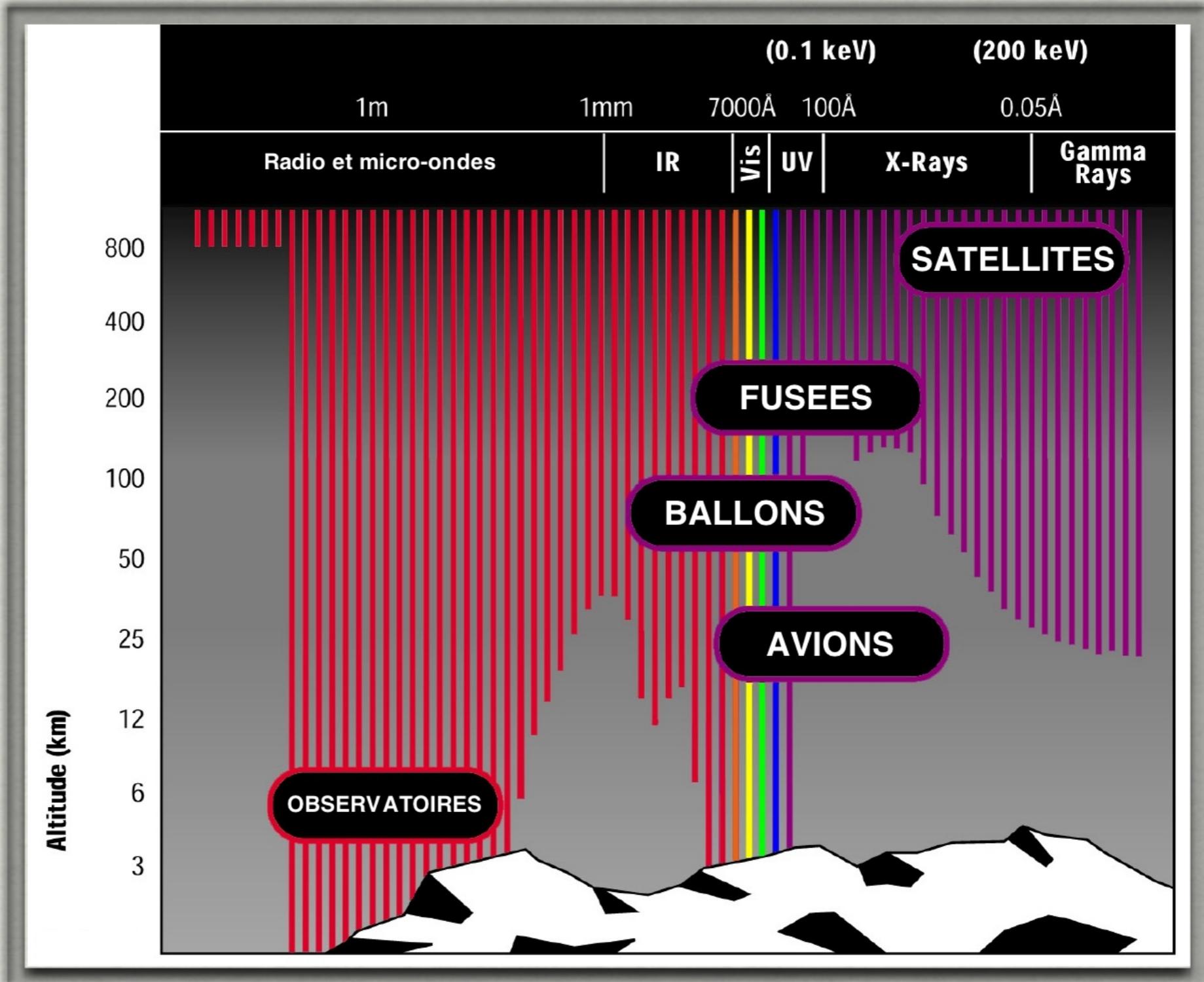
L'atmosphère comme limite

- * L'atmosphère nous protège de rayonnements dangereux, voire mortels:
 - * UV, X, Gamma.
 - * Elle nous en isole aussi, et nous ne pouvons pas les observer.

- * L'atmosphère nous protège de rayonnements dangereux, voire mortels:
 - * UV, X, Gamma.
 - * Elle nous en isole aussi, et nous ne pouvons pas les observer.
- * L'atmosphère absorbe certains rayonnements inoffensifs mais intéressants pour l'astronomie:
 - * Infrarouge et une partie du domaine sub-millimétrique.

- * L'atmosphère nous protège de rayonnements dangereux, voire mortels:
 - * UV, X, Gamma.
 - * Elle nous en isole aussi, et nous ne pouvons pas les observer.
- * L'atmosphère absorbe certains rayonnements inoffensifs mais intéressants pour l'astronomie:
 - * Infrarouge et une partie du domaine sub-millimétrique.
- * L'atmosphère émet (émission thermique, raies):
 - * Dans l'infrarouge elle peut être 10^6 fois plus lumineuse que les sources astronomiques.

L'atmosphère comme limite



Transmission de l'atmosphère en fonction de la longueur d'onde. Le graphe ne représente pas l'émission de l'atmosphère, très importante dans le domaine IR

- * L'atmosphère nous protège de rayonnements dangereux, voire mortels:
 - * UV, X, Gamma.
 - * Elle nous en isole aussi, et nous ne pouvons pas les observer.
- * L'atmosphère absorbe certains rayonnements inoffensifs mais intéressants pour l'astronomie:
 - * Infrarouge et une partie du domaine sub-millimétrique.
- * L'atmosphère émet (émission thermique, raies):
 - * Dans l'infrarouge elle peut être 10^6 fois plus lumineuse que les sources astronomiques.
- * L'atmosphère est turbulente:
 - * Elle limite notre résolution spatiale.

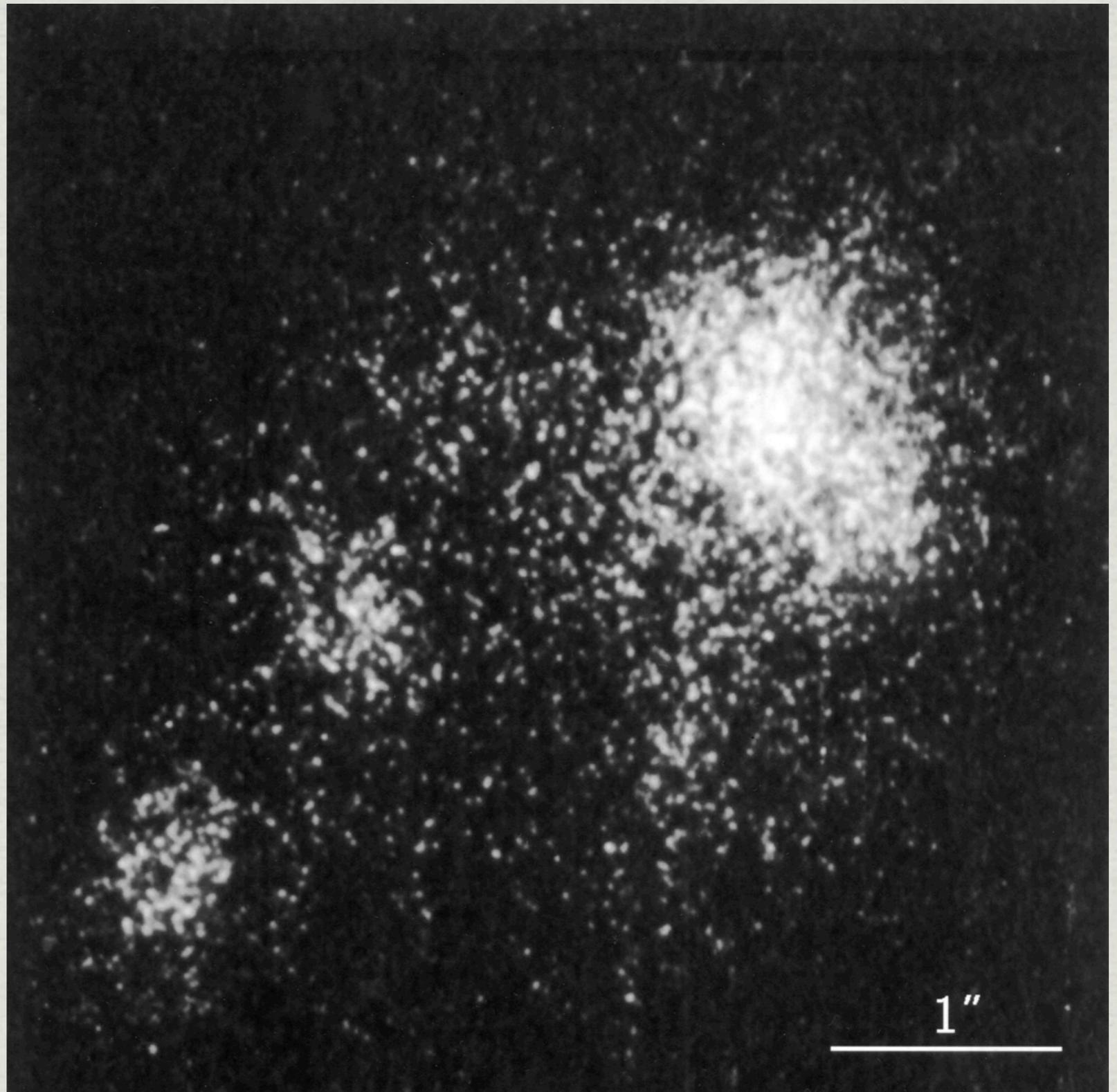
Imagerie en mode Speckle du système R136 dans le grand nuage de Magellan, avec un télescope de 3.6m.

Les taches correspondent au déplacement des images des sources dû à la turbulence atmosphérique.

Dans de bonnes conditions atmosphériques, la largeur à mi-hauteur de la PSF optique au VLT ($\varnothing 8.2\text{m}$) s'approche seulement de celle du HST ($\varnothing 2.4\text{m}$).

Solution: optique adaptative, mais technique complexe et champ d'application limité.

L'intérêt de l'E-ELT ne se conçoit que par l'AO.



- * La gravité est par définition importante en tout point du globe:
 - * Les capacités de chute libre sont très limitées (volume et temps).
 - * Le poids des expériences peut constituer leur limite (ex: structure de support des télescopes).
- * L'activité associée à la planète est incessante:
 - * Activité sismique naturelle.
 - * Effets de marée sur les très grands équipements (CERN).
 - * Radioactivité et autres interactions avec la matière.
- * La Terre tourne:
 - * Il est très difficile de faire des mesures temporelles de long terme depuis le sol.
- * La Terre est finie:
 - * La distance maximale entre deux points de mesure est fixée par le diamètre terrestre.

Au LHC, les marées doivent être prises en compte dans la détermination des propriétés des faisceaux.

The phenomenon of tides in the ocean due to the influence of the Moon (and to a lesser extent that of the Sun) is well known. They cause the level of water on the edge of the sea to rise and fall with a cycle of some 12 hours.

The ground is also subject to the effect of lunar attraction because the rocks that make it up are elastic. At the new Moon and when the Moon is full, the Earth's crust rises by some 25 cm in the Geneva area under the effect of these 'ground tides'.

This movement causes a variation of 1 mm in the circumference of the LHC (for a total circumference of 26.6 km). This variation in its circumference produces changes in beam energy of up to two tenths of one in a thousand!

It may seem small, but measurements in the LHC are so precise that the beam energy must be known down to two hundredths of one in a thousand, ten times smaller than the effect of ground tides.

Thus, physicists must take the Moon into account in their measurements.

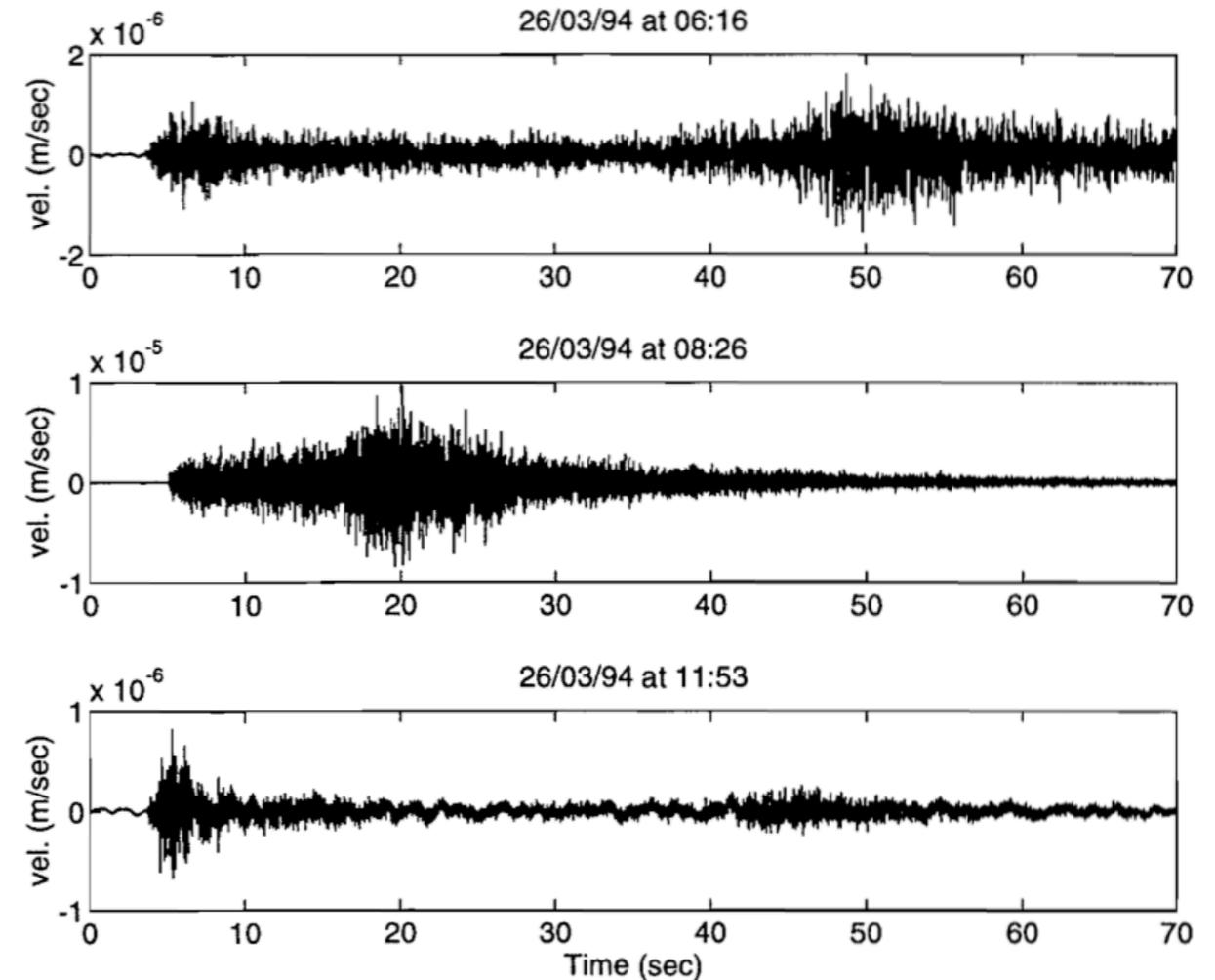


Figure 9: Examples of micro-earthquakes recorded at Paranal during the night of March 25/26, 1994. The curves represent the chronogram of the ground velocity in the vertical direction.

Au Paranal (VLT) les micro-tremblements de terre sont permanents, et perturbent les mesures d'interférométrie.

Pourquoi l'espace?

- * S'affranchir de l'atmosphère pour accéder de façon optimale à tout le spectre électromagnétique.
 - * Observatoires infrarouge, X, mesure du fond cosmologique.
- * Travailler en l'absence quasi totale de gravité pour simplifier les structures et tester des principes fondamentaux de physique.
 - * Test du principe d'équivalence.
- * Obtenir un laboratoire le plus stable et propre possible pour utiliser des instruments en limite de leur capacité.
 - * Mesure du cisaillement gravitationnel sur tout le ciel en exploitant la stabilité de la qualité optique.
- * Accéder à des tailles effectives d'instruments gigantesques.
 - * Interféromètre gravitationnel à la taille de l'orbite terrestre.



Satellites en exploitation (ou presque)

Satellites en exploitation (ou presque)

- * **Herschel et Planck:** domaine IR/Submm.
- * **Kepler, Corot:** exoplanètes, photométrie de précision.
- * **HST:** NIR, visible, UV, haute résolution spatiale.
- * **AMS:** étude des rayons cosmiques.
- * **NuSTAR:** observations de l'émission X des trous noirs.



Quelques idées préconçues sur l'espace...

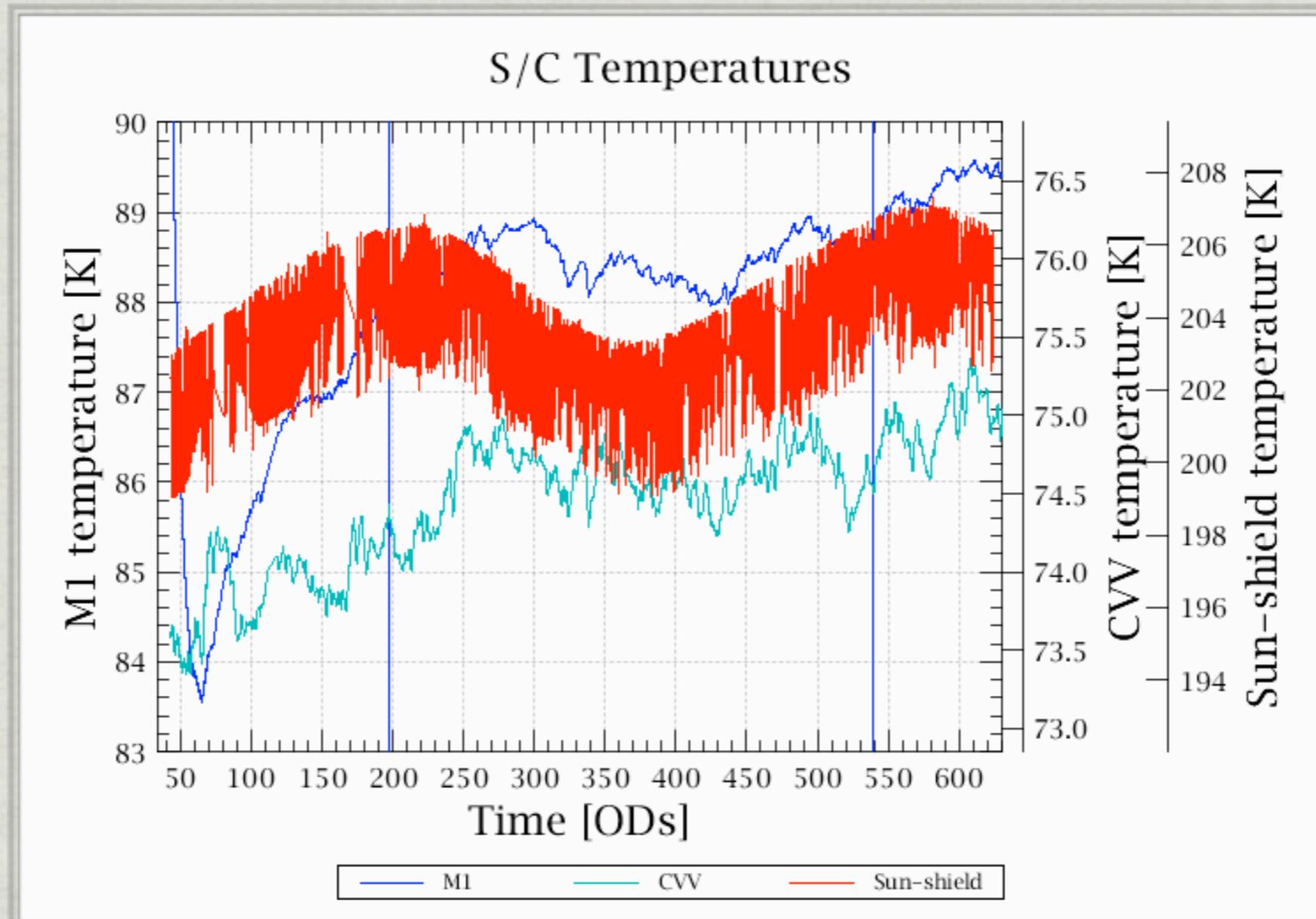
Idées préconçues

- * L'espace est très froid.
- * L'espace est vide.
- * L'énergie solaire abonde.

- * L'espace accessible (interplanétaire) est loin d'être aussi froid qu'on peut le penser:
 - * Au niveau de l'orbite de la Terre un objet éclairé par le soleil peut atteindre des températures de l'ordre de 200 K, à l'ombre sa température est de l'ordre de 80 K.
 - * Les gradients thermiques sur un satellite sont extrêmement forts et peuvent induire des effets de vieillissement prématuré des matériels, ou des difficultés à contrôler son pointage.
 - * Beaucoup d'expériences nécessitent de plus basses températures (détecteurs, bruit de fond) et doivent embarquer leur propres systèmes cryogéniques.



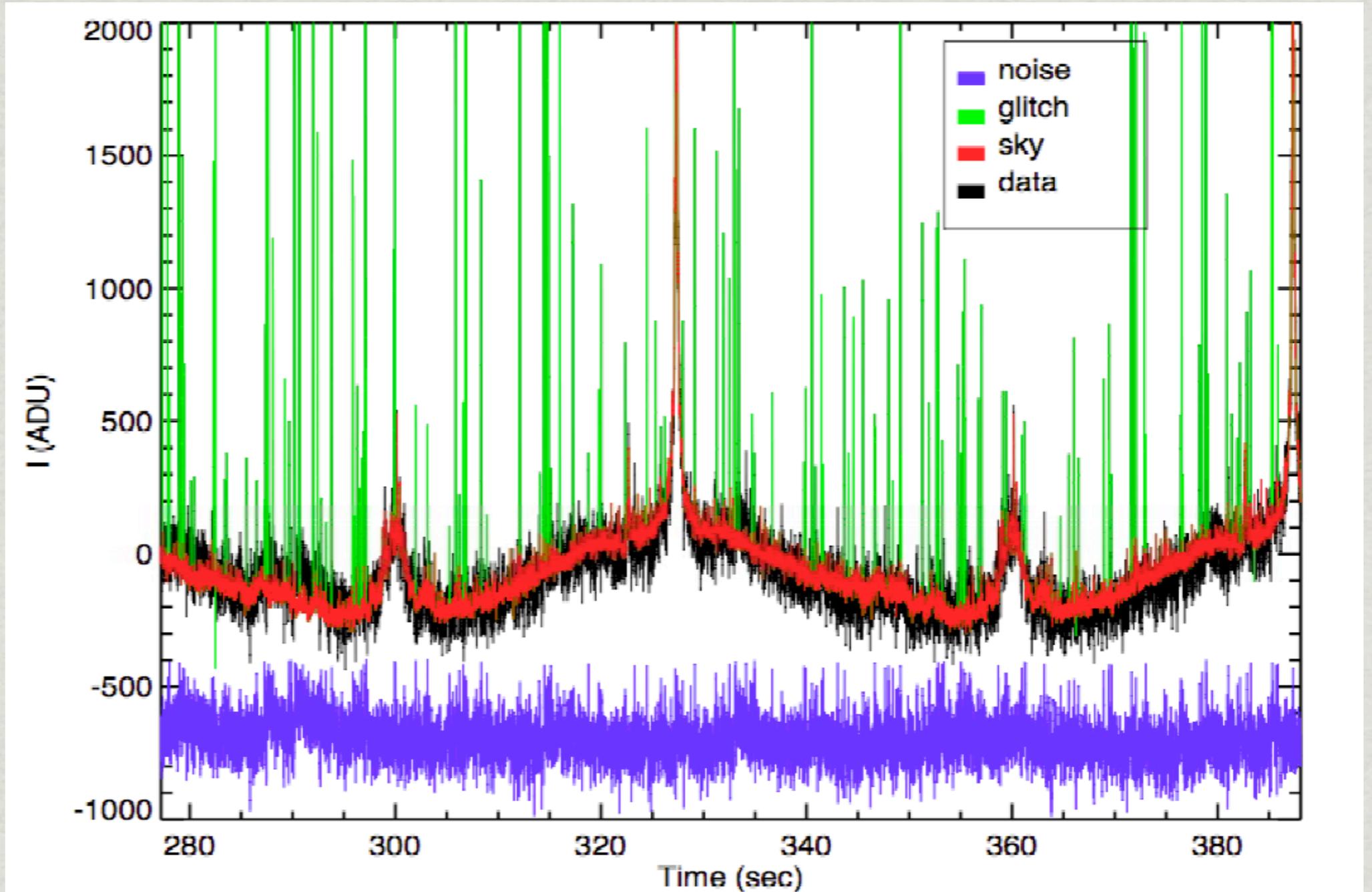
Les premiers panneaux solaires du HST, vieillis par la succession du passage "jour/nuit" en orbite basse terrestre.



Variation de la température du satellite Herschel (orbite L2) en fonction de la saison (du fait de l'excentricité de l'orbite terrestre, 0.017).

L'espace est vide

- * Si l'espace est effectivement vide par rapport au meilleur des vides terrestres, il est plein de particules absentes de nos laboratoires:
 - * Electrons et noyaux du vent solaire.
 - * Noyaux du rayonnement cosmique.
- * Le bombardement de particules chargées est intensif quelque soit l'orbite choisie:
 - * Ceintures de radiation terrestres en orbite basse.
 - * Eruptions solaire en orbite haute (même L2 à 1.5 Mkm de la Terre).
 - * On a rarement la possibilité de blinder les instruments (contrainte de poids).



Signal brut du canal à 353 GHz de Planck/HFI, montrant la fréquence des impacts de particules chargées (cosmiques, rayonnement solaire).

15-20% des données sont rejetées à cause de ces impacts.

Le soleil fournit toute l'énergie nécessaire

- * L'énergie solaire est certes disponible sans obstacle mais:
 - * Au delà de l'orbite de Mars, le flux d'énergie est insuffisant pour alimenter les satellites, la seule alternative est d'utiliser la fission, d'où de sérieux problèmes de sécurité au lancement.
 - * Pour les satellites dans le voisinage terrestre il faut vérifier l'absence de trop longues périodes d'éclipse par la terre.
 - * Les puissances disponibles pour les instruments restent (très) faibles. Elles se comptent en kW (5 kW à 150 Å pour le HST).

Comment faire de la physique dans l'espace?

Le fait de grandes agences.

NASA, ESA les deux agences d'échelle continentale, JAXA au Japon, CNES en France, DLR en Allemagne, ASI en Italie.

* Prospective

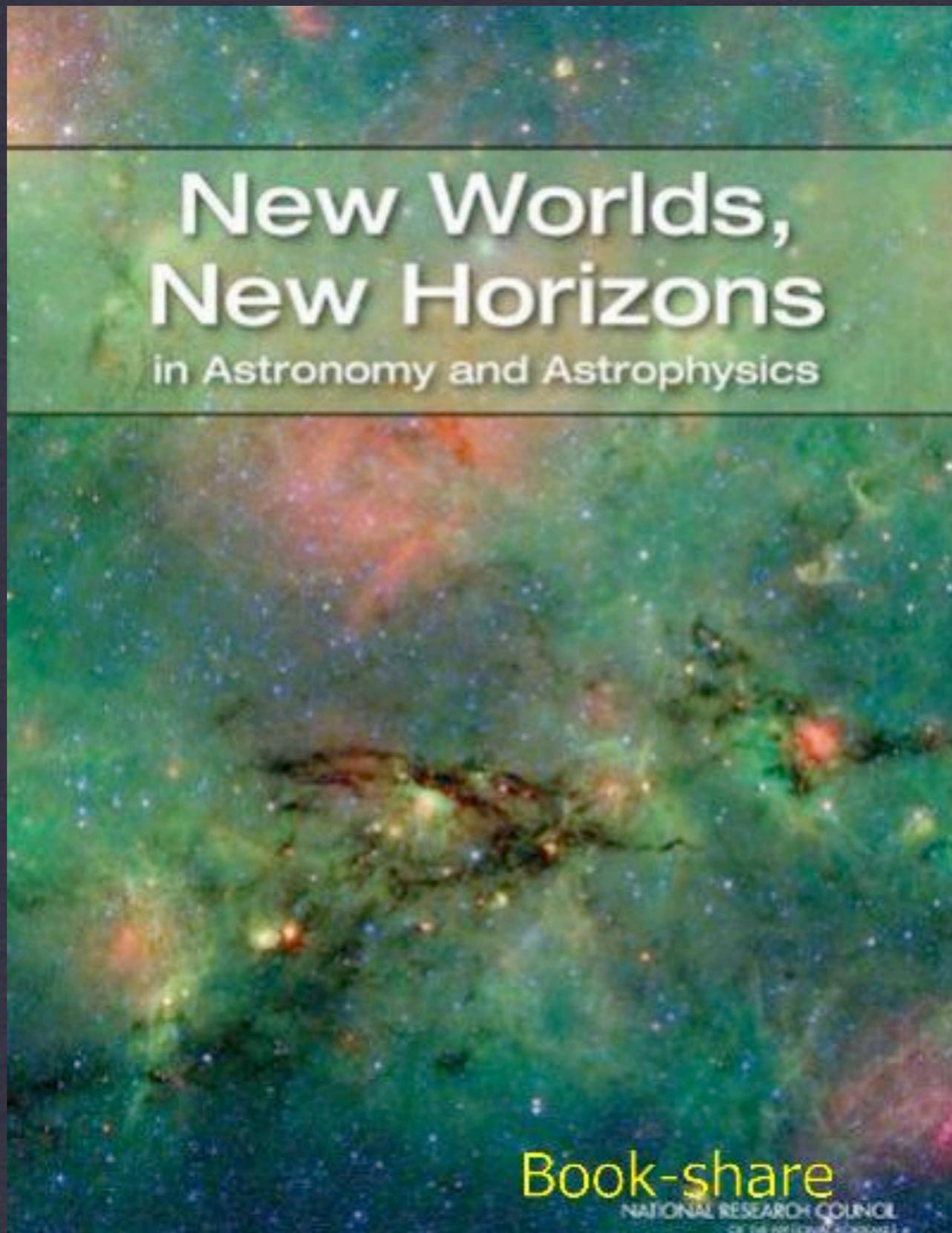
- * C'est la phase de définition du programme des agences. Il s'agit de déterminer quels devront être les grands axes des expériences spatiales des 10 (voir 20) prochaines années.
- * Phase de lobbying intense.
- * Peut procéder par appel à idées (comme l'appel actuel L2/L3 de l'ESA).

* Compétition

- * Les agences déterminent un calendrier des missions (enveloppe financière, dates de lancement) et à publient des appels d'offre.

* Réalisation

- * Un projet sélectionné par une agence entre en phase de réalisation (5 à 10 ans).



Cosmic Vision

Space Science for Europe 2015-2025



European Space Agency
Agence spatiale européenne

LES DEUX PROGRAMMES PRINCIPAUX

USA 2012-2021 - UE 2015-2025

- * Une fois le programme défini, les agences publient des appels d'offre. Ils contiennent:
 - * Un cadrage financier qui permet de déterminer l'ampleur de la mission.
 - * Mission de classe M: 500 M€, de classe L: 1G€, lancement et exploitation compris.
 - * Une date de lancement ainsi qu'un lanceur (définition des coûts associés au lancement et de la masse de charge utile disponible).
 - * Eventuellement des précisions sur le type de science (exploration du système solaire, astronomie, physique fondamentale, pour les missions L).
 - * Parfois des choix de technologies à mettre en jeu pour les plateformes satellites lorsque l'agence entend développer un savoir-faire particulier (exemple: vol en formation).

- * Il s'agit de la phase 0 d'un projet.
- * Elle peut faire l'objet d'un soutien d'une agence nationale.
- * Elle peut être le fait d'un petit groupe de chercheurs:
 - * Pour une mission de classe M (< 500 M€), les propositions rassemblent de l'ordre de 50 à 100 chercheurs (avec un noyau dur d'une dizaine de personnes).
- * La concurrence est rude:
 - * 40 réponses à l'appel d'offre M3 pour 2022.
 - * 42 réponses à l'appel de définition scientifique L2 et L3 (2028, 2034).

- * La sélection se passe en général en plusieurs temps, par décimations successives.
- * Au dernier appel M3, 4 missions ont été sélectionnées:
 - * LOFT (timing X), EChO (atmosphères exoplanètes), MarcoPolo-R (retour d'échantillon astéroïde) et STE-QUEST (test du principe d'équivalence).
- * Ces missions sont entrées dans une phase de définition:
 - * Financée par les agences.
 - * L'objectif est d'étudier en détail les parties techniques de la mission et de démontrer sa faisabilité (coût et durée de développement).
- * A la fin de cette phase (1 à 2 ans) une seule mission sera sélectionnée...
 - * sélection M3 debut 2014

- * Dernière étape de sélection: passage en phase d'implémentation:
- * Comment se fait cette sélection?
 - * Nous devons démontrer la faisabilité de l'expérience par des mesures sur des prototypes, des simulations numériques.
 - * Nous devons avoir des solutions techniques qualifiées pour le spatial.
 - * Nous devons démontrer que les coûts de développement et d'exploitation du projet restent dans l'enveloppe accordée.
 - * Des considérations politiques et de prestige entrent évidemment en ligne de compte...

Après la sélection...

- * Les phases qui précèdent la sélection sont surtout une affaire de chercheurs (avec des ingénieurs pour identifier les verrous techniques).
- * Après la sélection une expérience spatiale rassemble:
 - * des chercheurs pour continuer à définir les performances requises et les modes d'utilisations, mais aussi pour inventer les détecteurs.
 - * des électroniciens,
 - * des mécaniciens pour la conception physique,
 - * des spécialistes en cryogénie,
 - * des opticiens,
 - * des informaticiens,
 - * ...

- * Certaines solutions techniques sont interdites parce que trop risquées ou inefficaces:
 - * Eviter les pièces mobiles qui peuvent se bloquer.
 - * Attention aux poussières (lubrifiants, peintures).
 - * Pas question de ventiler les électroniques qui chauffent, pas de refroidissement par convection, uniquement par radiation.
- * Des contraintes "matérielles" influencent les choix scientifiques:
 - * Euclid: la stratégie de relevé du ciel n'est pas optimisée du point de vue scientifique, mais du point de vue des déplacements pour minimiser le poids du carburant embarqué!
- * Certaines contraintes semblent contradictoires:
 - * Au prix du kilo à satelliser, on diminue la masse des instruments, mais cela le fragilise, or il faut qu'ils tiennent les vibrations du lancement.



Test de vibration du satellite Herschel complet

Conclusion:

Il faut:

- de la conviction pour entraîner une communauté avec soi
- de la ténacité pour porter un projet pendant de longues années

Quelques questions non- scientifiques sur la physique spatiale

philo de comptoir...

- * Les prospectives se font sur de longues périodes qui s'ajoutent au temps de développement, mais avons nous réellement la capacité de nous projeter aussi loin et de garantir qu'une question restera pertinente?
- * A 500 M€ le ticket minimum, toute question scientifique fondamentale peut-elle raisonnablement revendiquer l'accès à l'espace?