

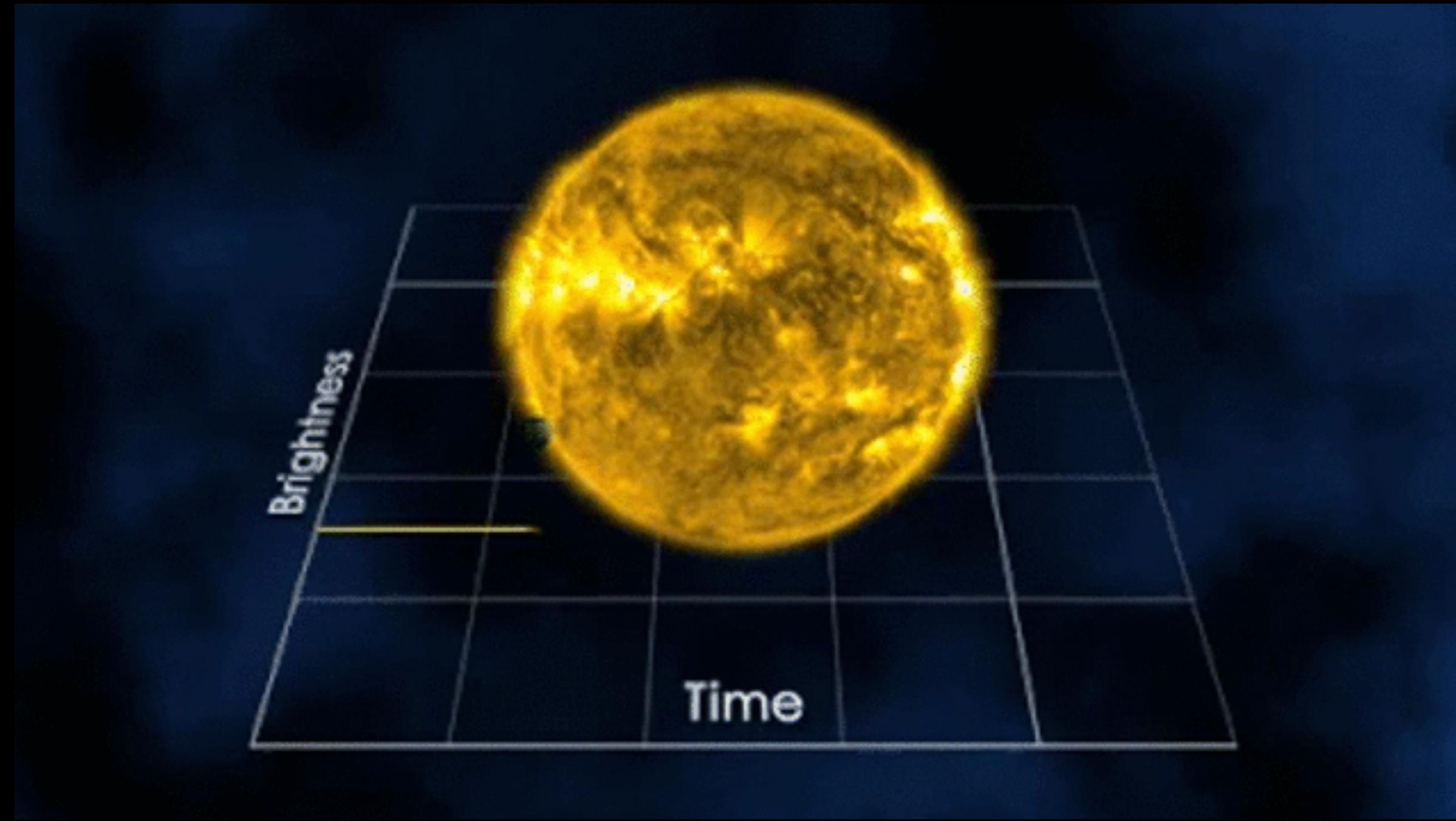
LA RECHERCHE D'AUTRES MONDES

QUELLES LEÇONS POUR
L'ASTROBIOLOGIE ?



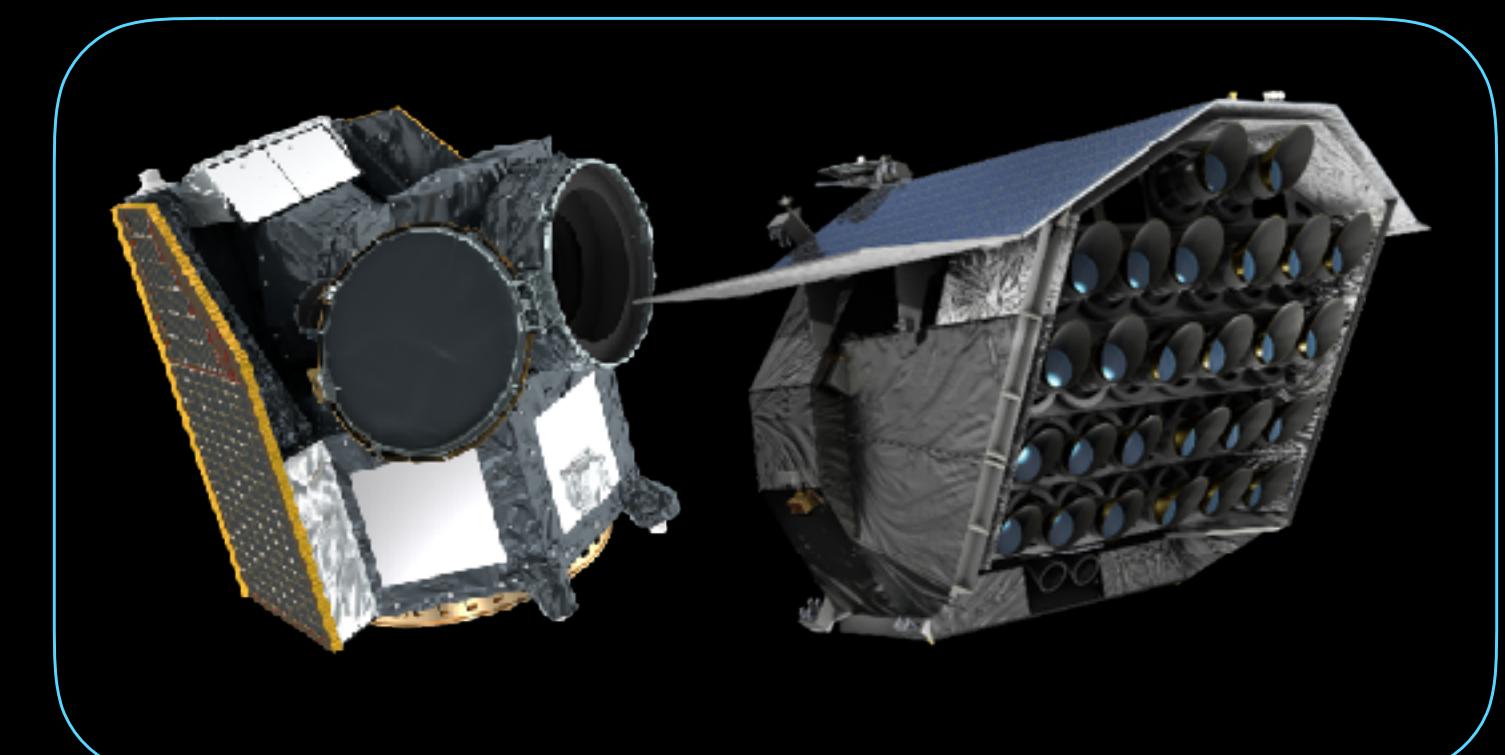
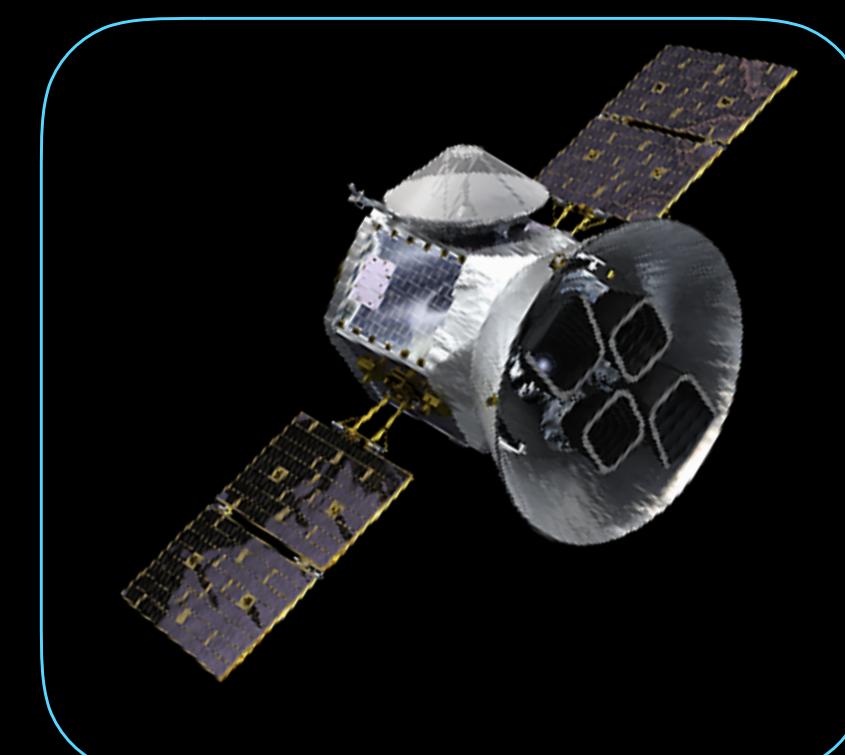
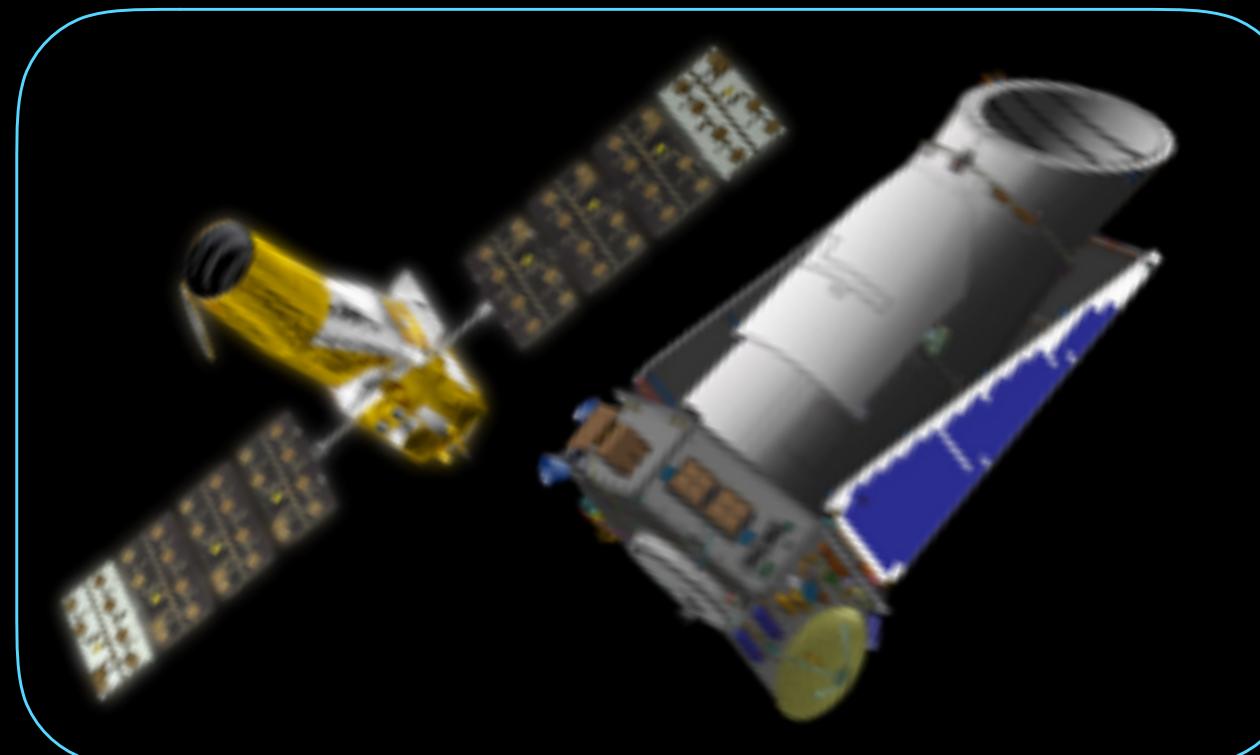
ALEXANDRE SANTERNE - LABORATOIRE D'ASTROPHYSIQUE DE MARSEILLE - AIX-MARSEILLE UNIVERSITY
SESSION SFE - 15 MAI 2019 - JOURNÉES DE LA SF2A 2019 - NICE

LES PLANÈTES EN TRANSIT

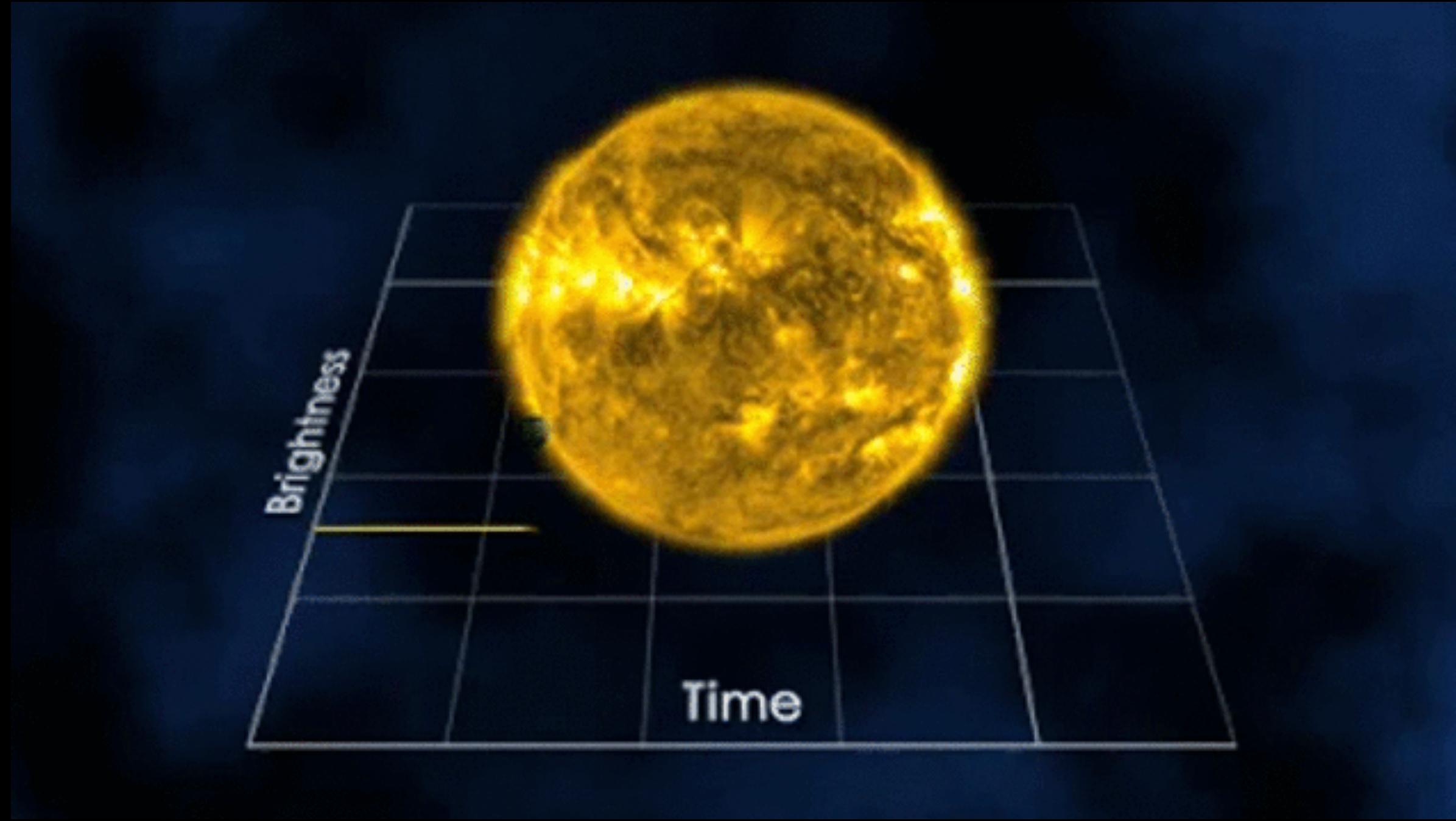


$$\delta F = \left(\frac{R_p}{R_s} \right)^2$$

TRANSIT D'UNE TERRE:
PROFONDEUR = 85PPM
DURÉE = 12H
PÉRIODE ORBITALE = 365 JOURS

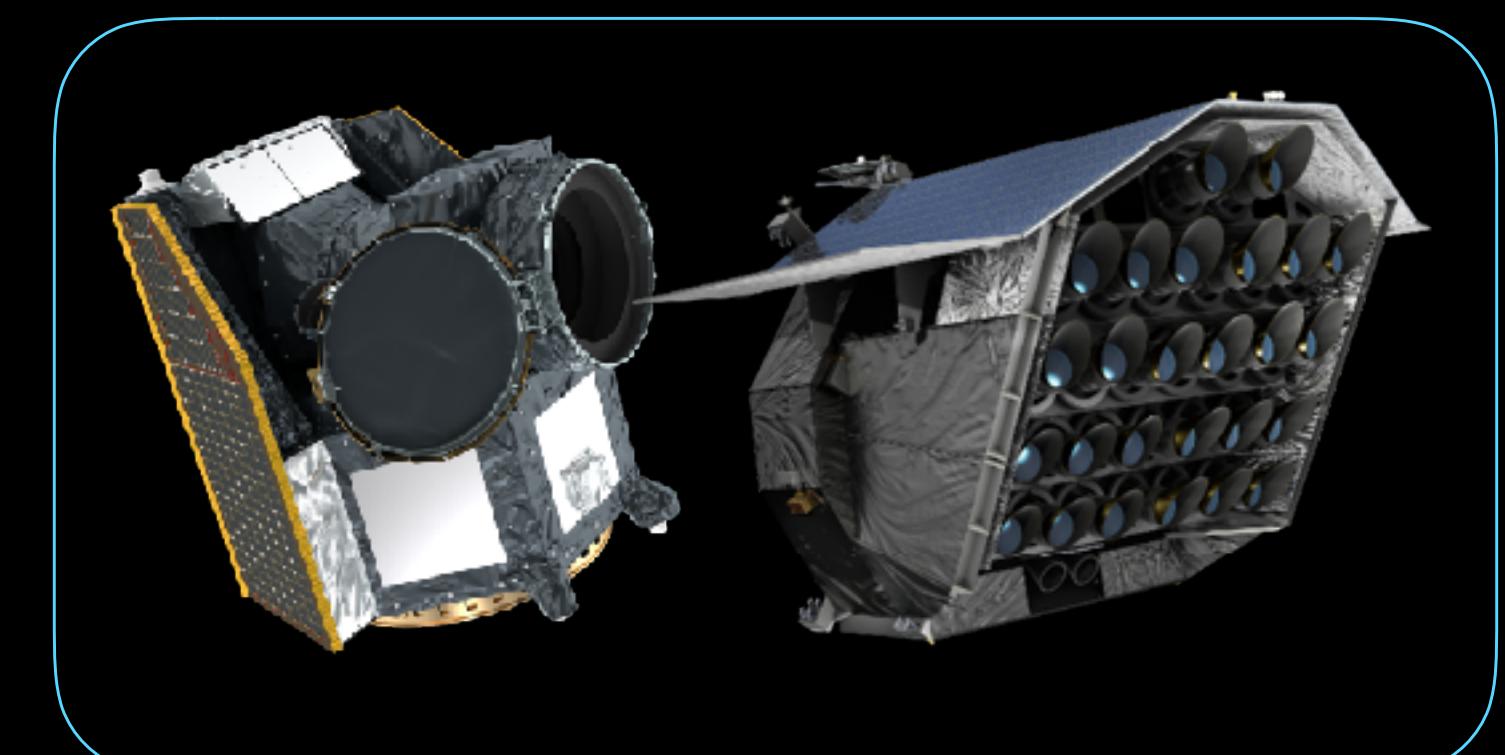
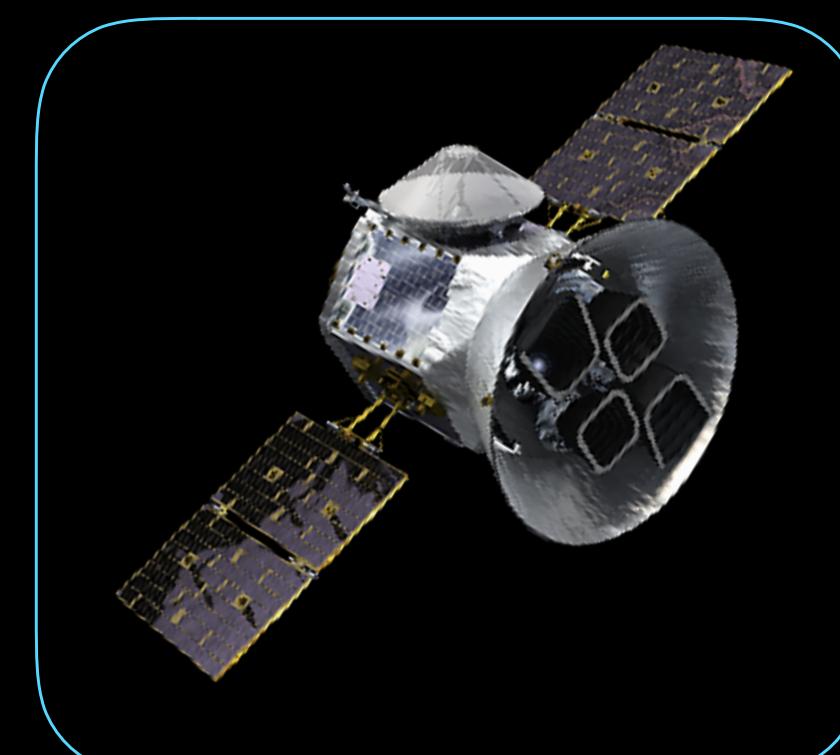
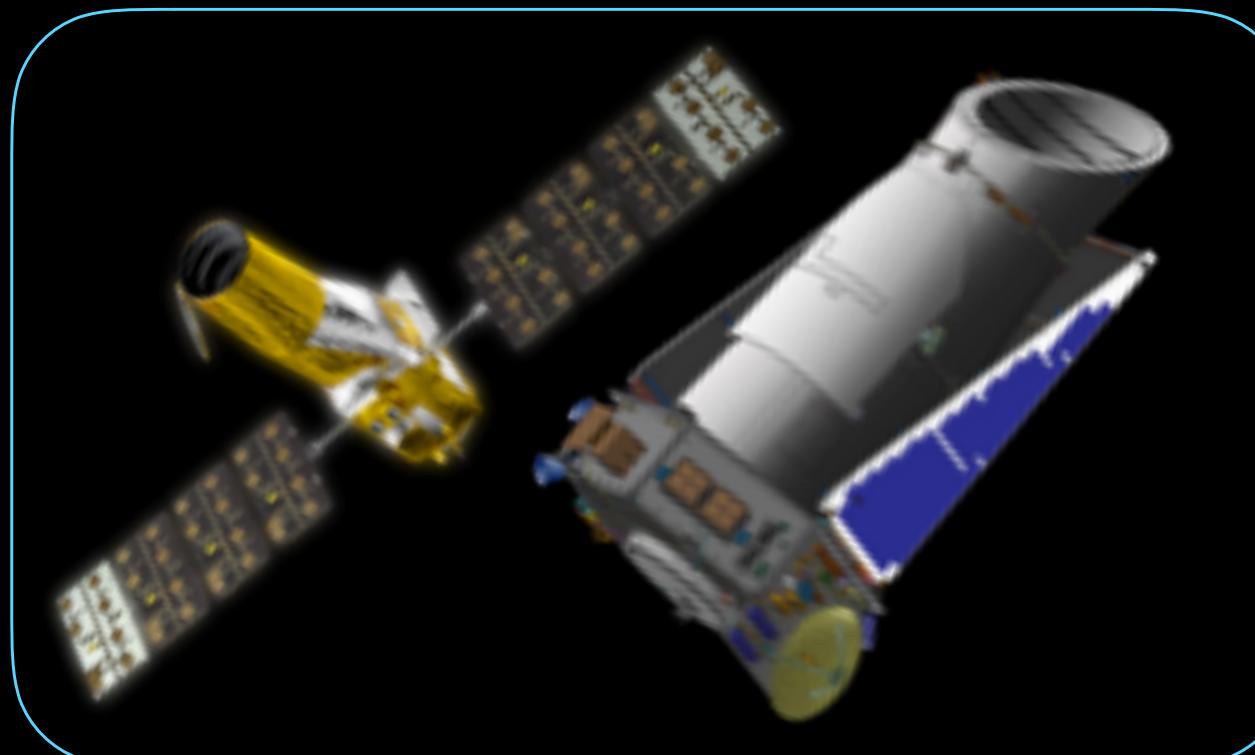


LES PLANÈTES EN TRANSIT

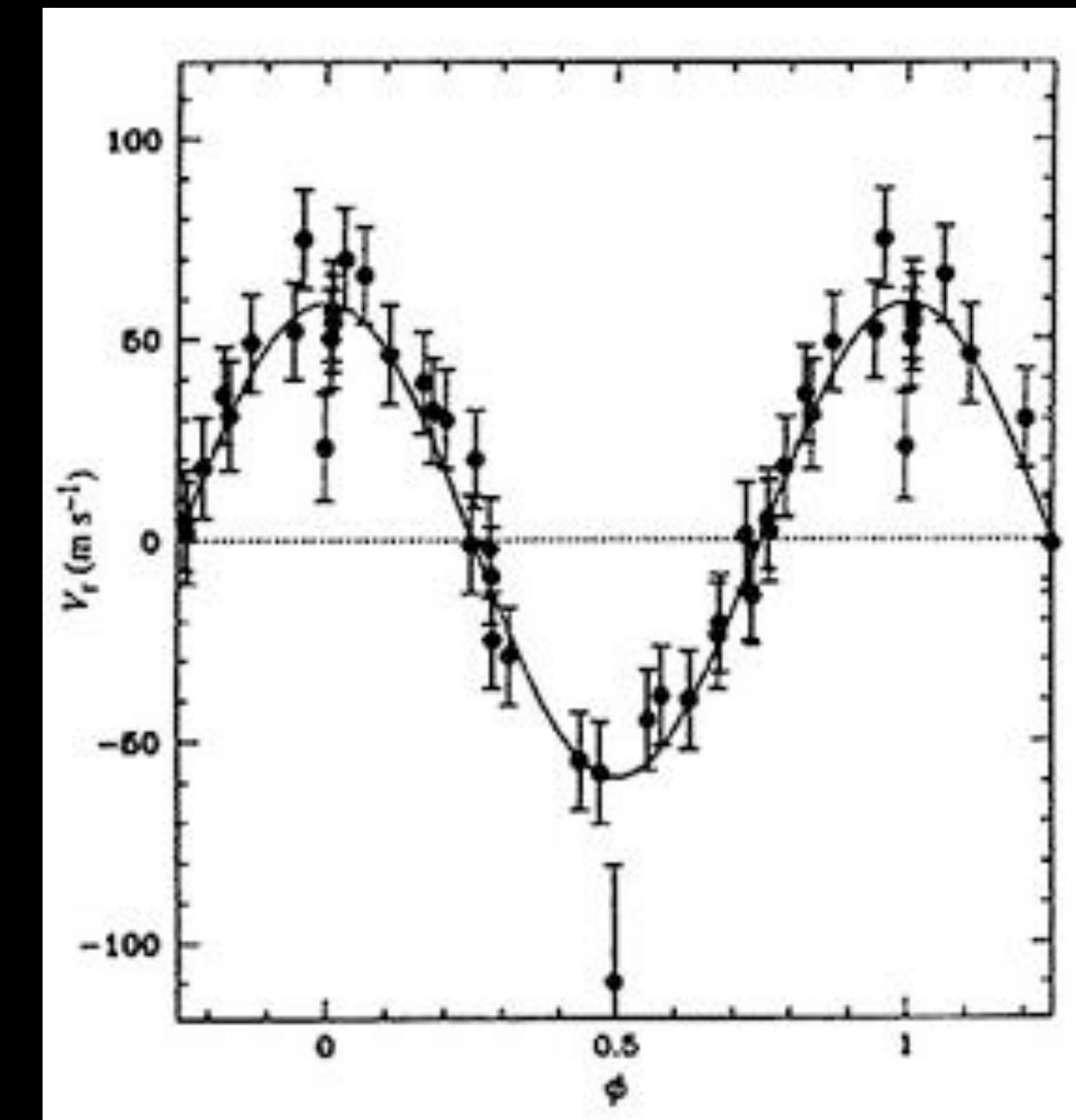
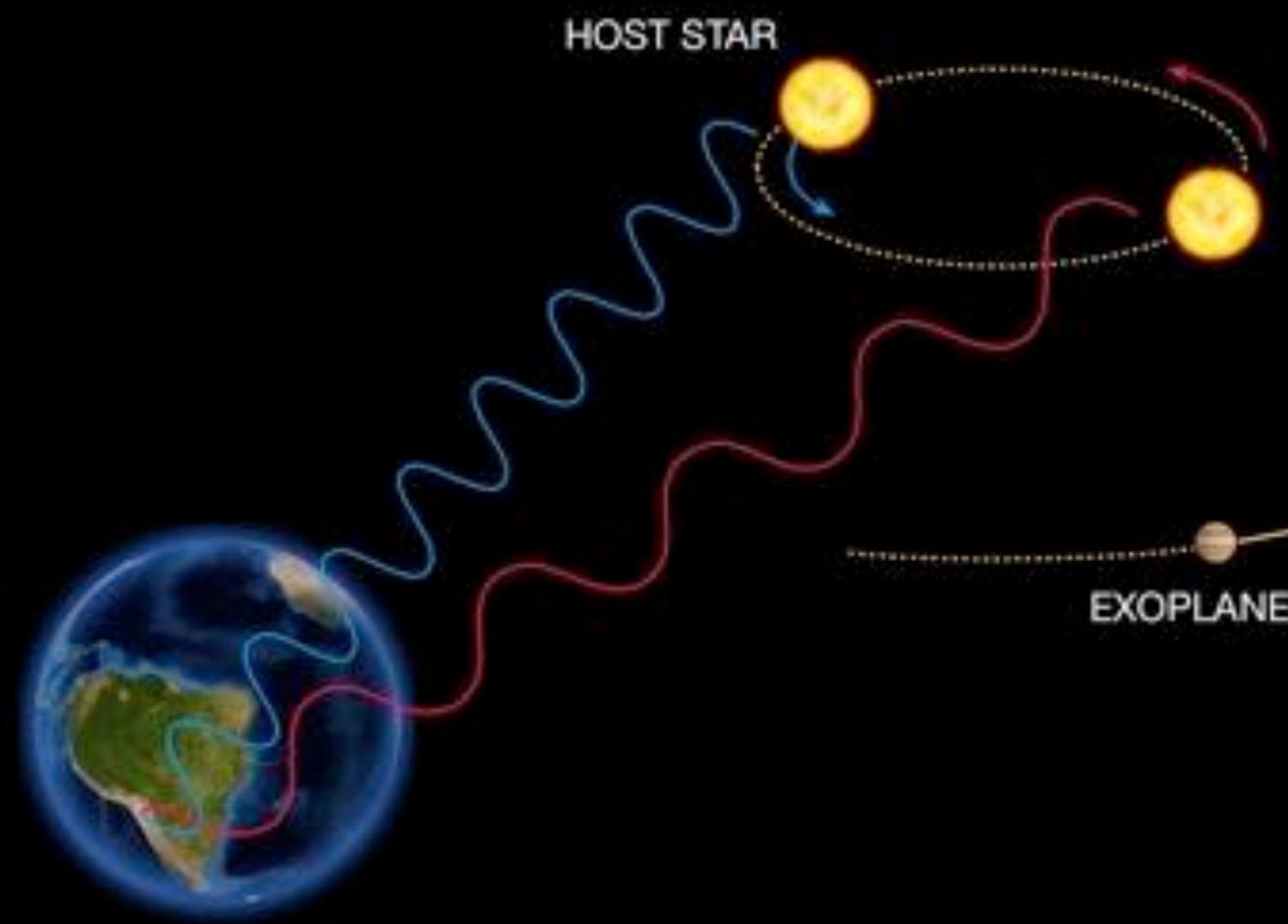


$$\delta F = \left(\frac{R_p}{R_s} \right)^2$$

TRANSIT D'UNE TERRE:
PROFONDEUR = 85PPM
DURÉE = 12H
PÉRIODE ORBITALE = 365 JOURS

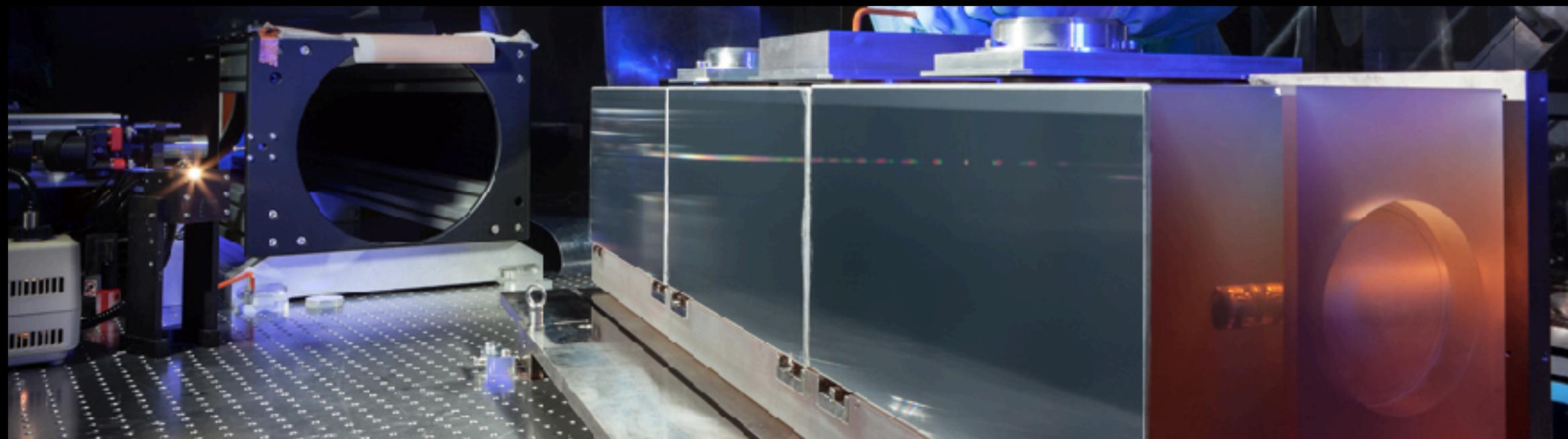


LES VITESSES RADIALES

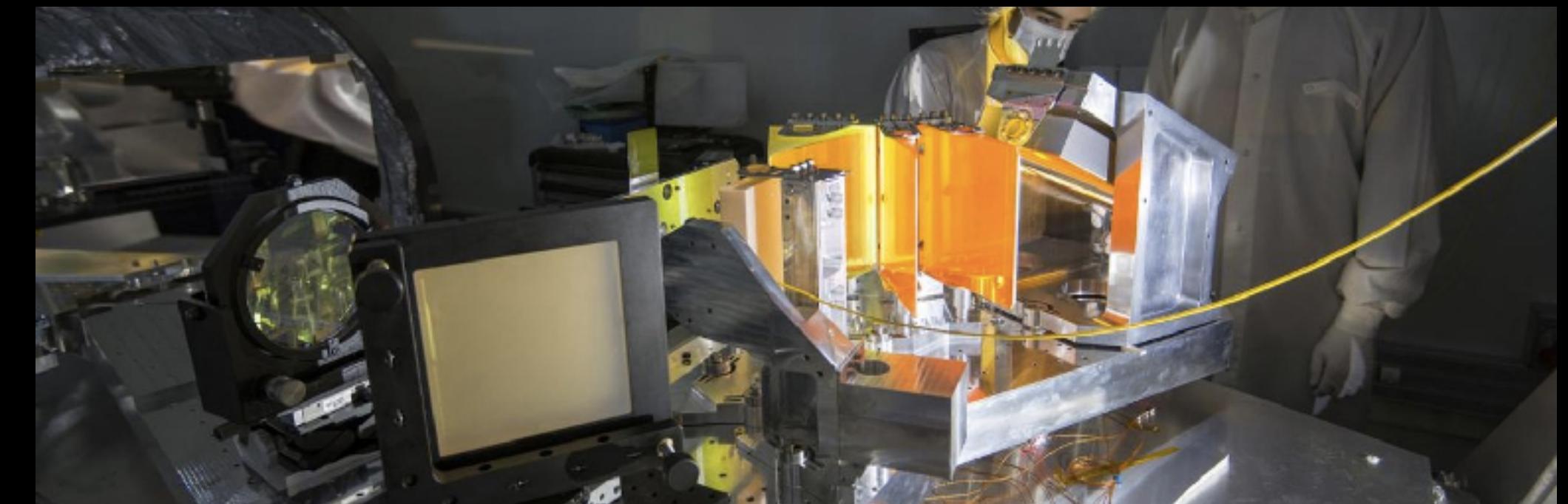


$$K \propto \frac{m_p \sin i}{M_s^{2/3} P^{1/3} \sqrt{1-e^2}}$$

VITESSE RADIALE D'UNE TERRE:
AMPLITUDE = 9CM/S (0.3KM/H)

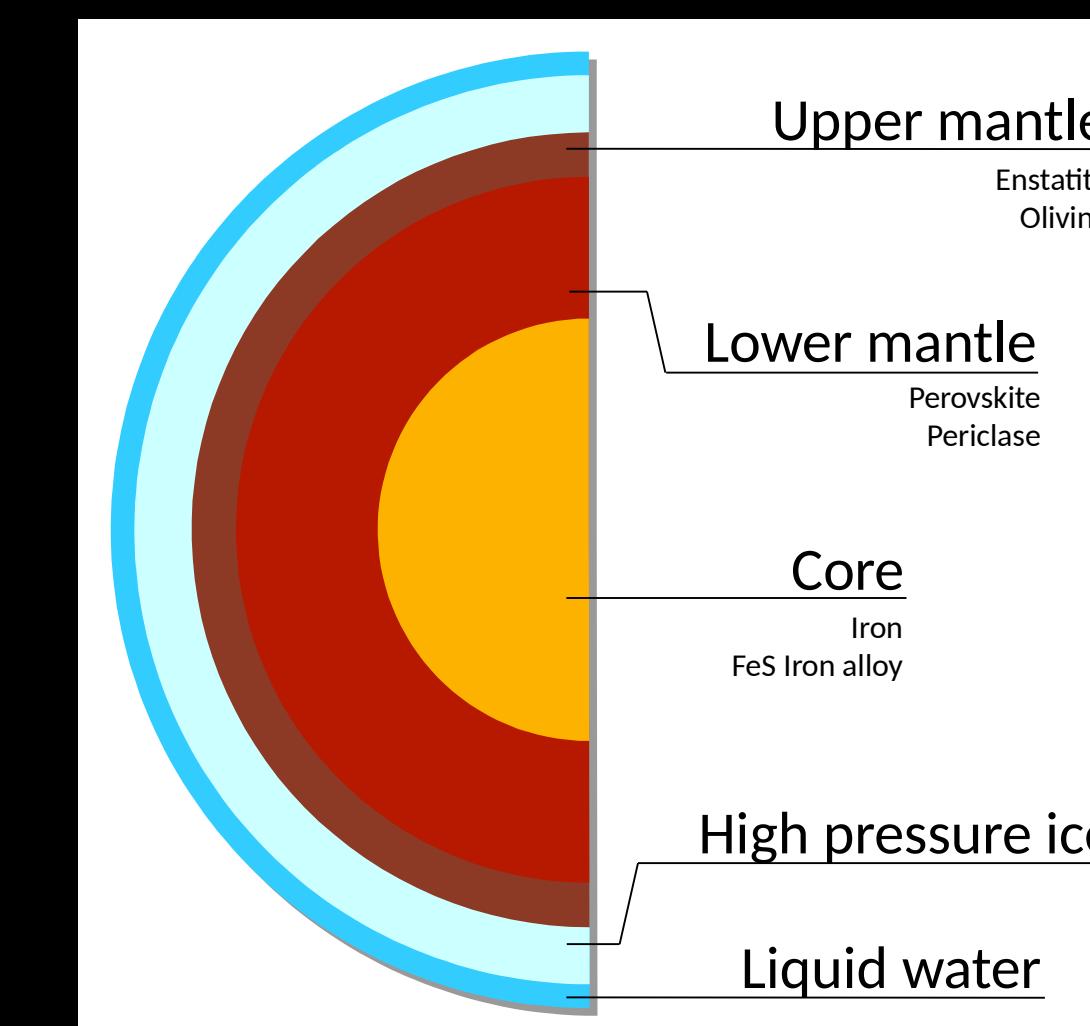
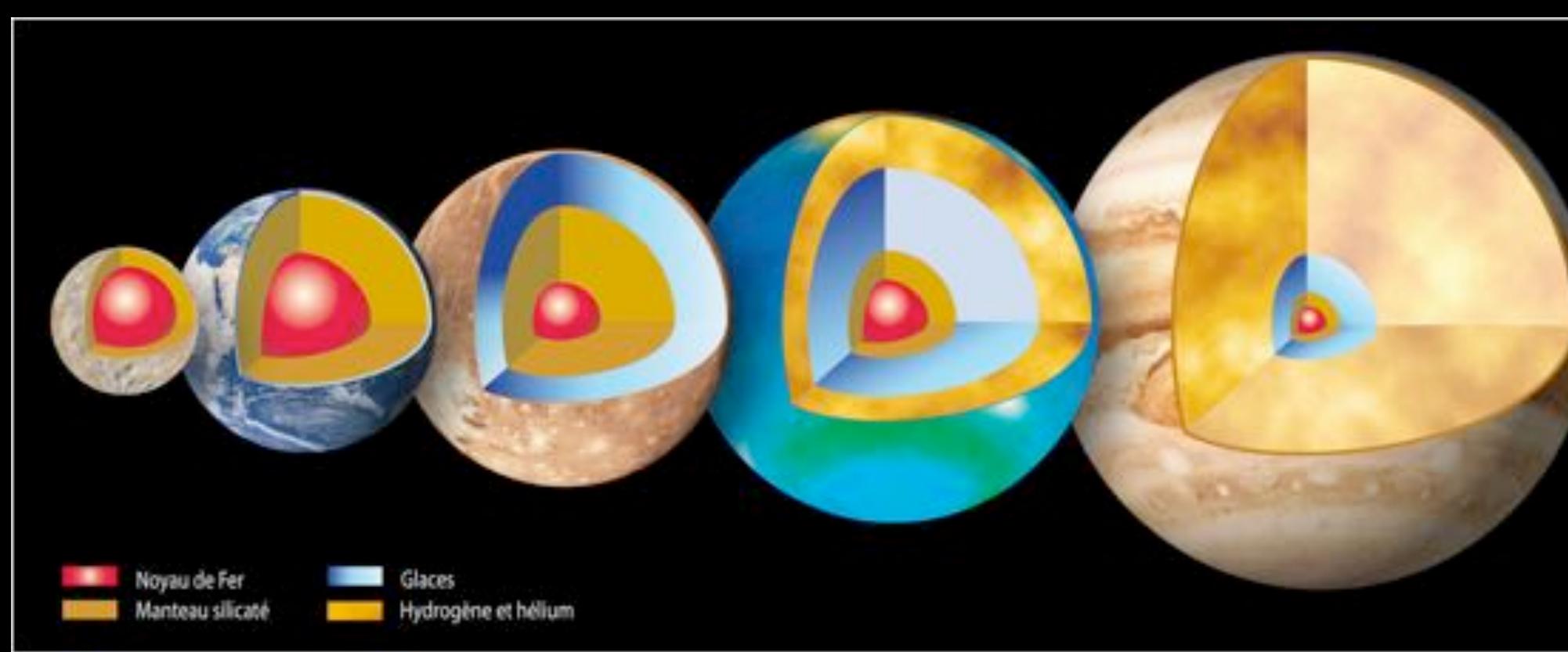
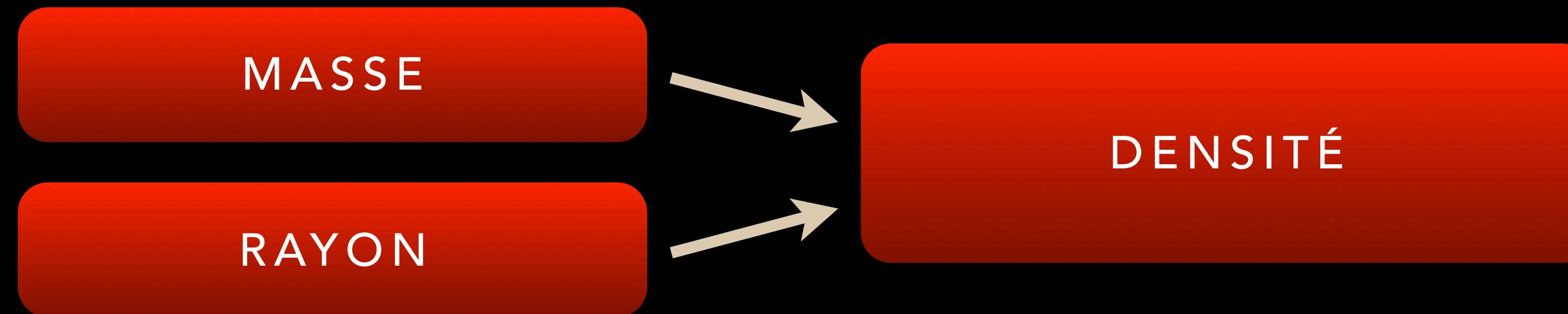


ESPRESSO @ VLT



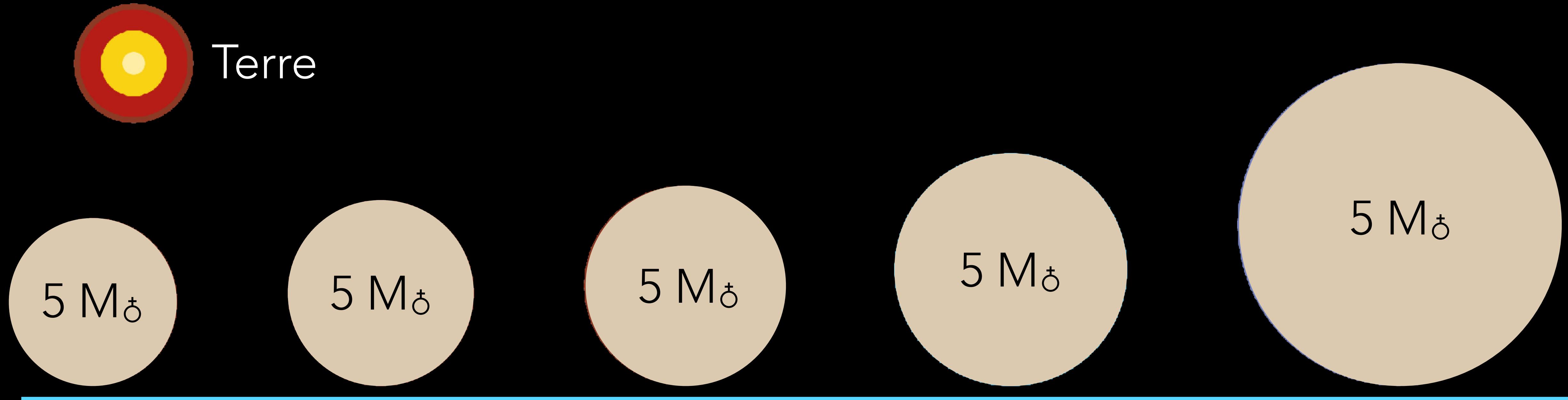
SPIRou @ CFHT

LA DENSITÉ DES PLANÈTES : SONDER LEUR INTÉRIEUR

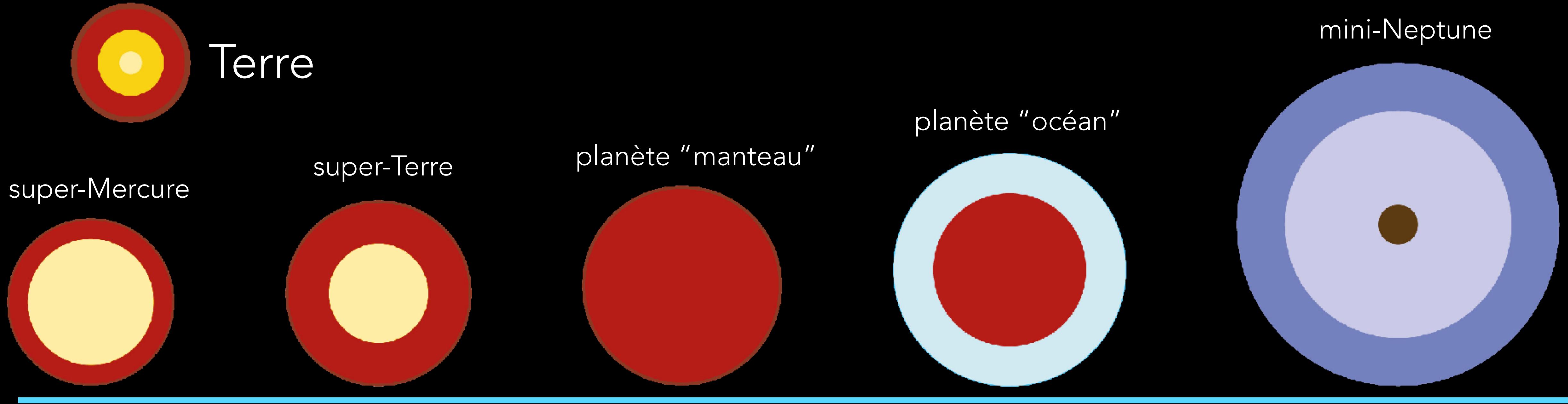


Brugger et al. (2017)

COMPOSITION DES PETITS MONDES



COMPOSITION DES PETITS MONDES



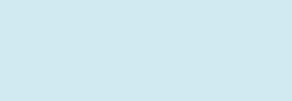
 Noyau interne / Fer (solide)

 Noyau externe / Fer (liquide)

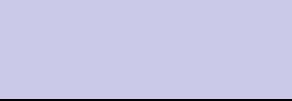
 Manteau inférieur / Roches

 Manteau supérieur / Roches

 Noyau / Roches + métaux

 Glace d'eau à haute pression

 Eau liquide

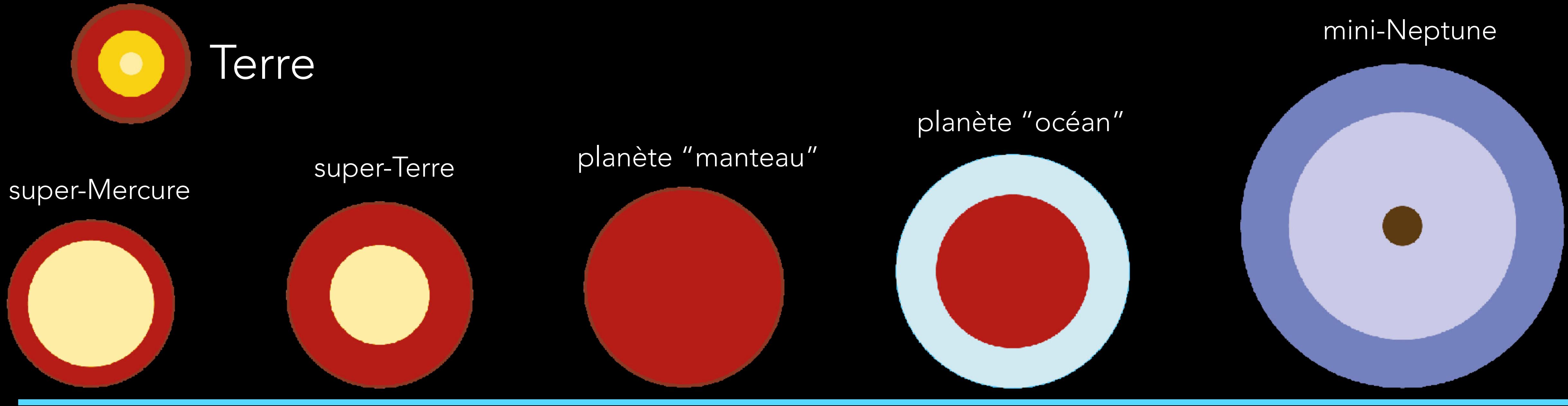
 Manteau liquide / Eau + Ammoniaque + méthane

 Atmosphère H - He (gas)

Modèle: Brugger et al. (2017)

COMPOSITION DES PETITS MONDES

CF POSTERS:
MAËVA LEVESQUE
JOSEPH NAAR



Noyau interne / Fer (solide)

Noyau externe / Fer (liquide)

Manteau inférieur / Roches

Manteau supérieur / Roches

Noyau / Roches + métaux

Glace d'eau à haute pression

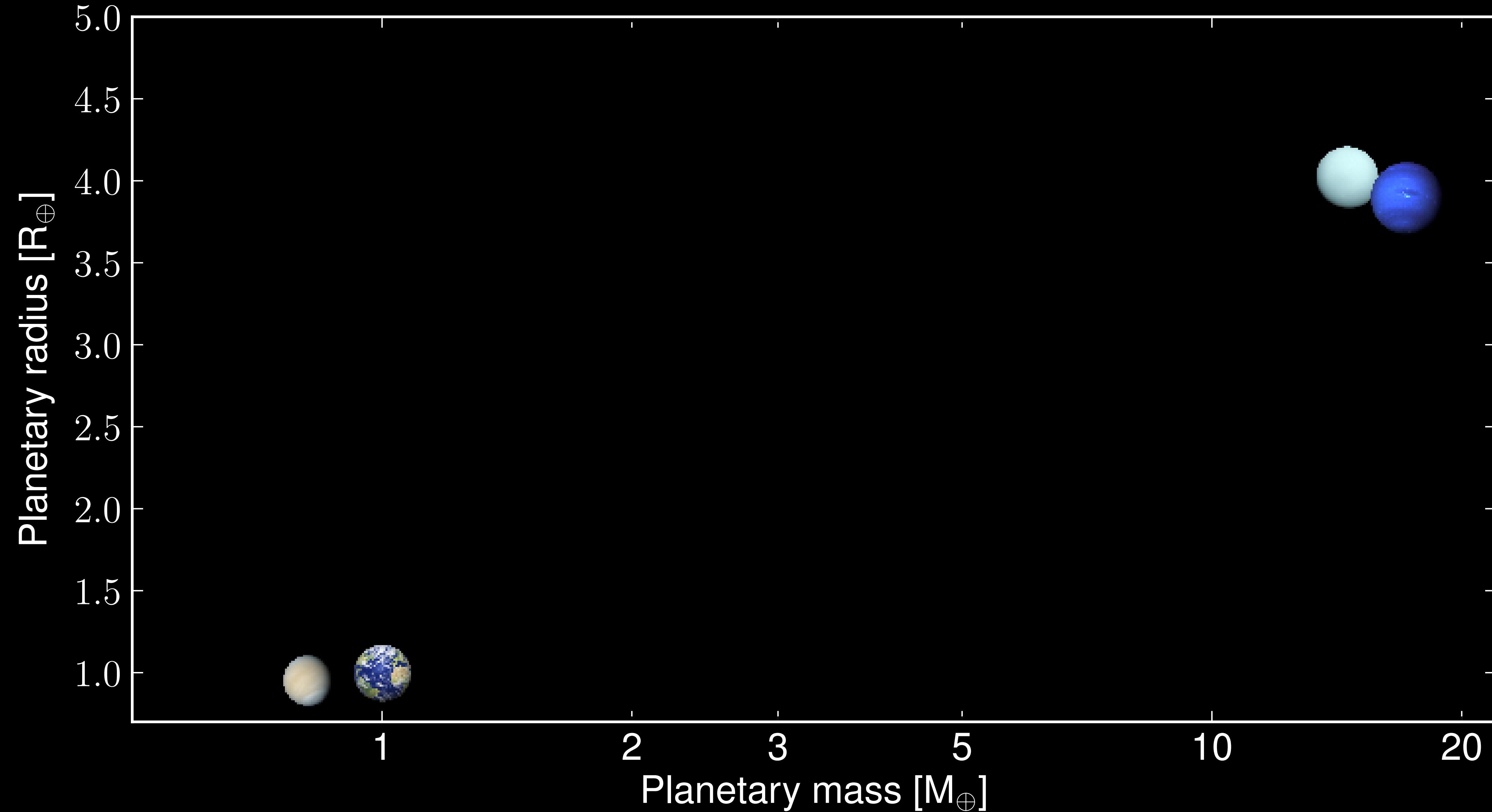
Eau liquide

Manteau liquide / Eau + Ammoniaque + méthane

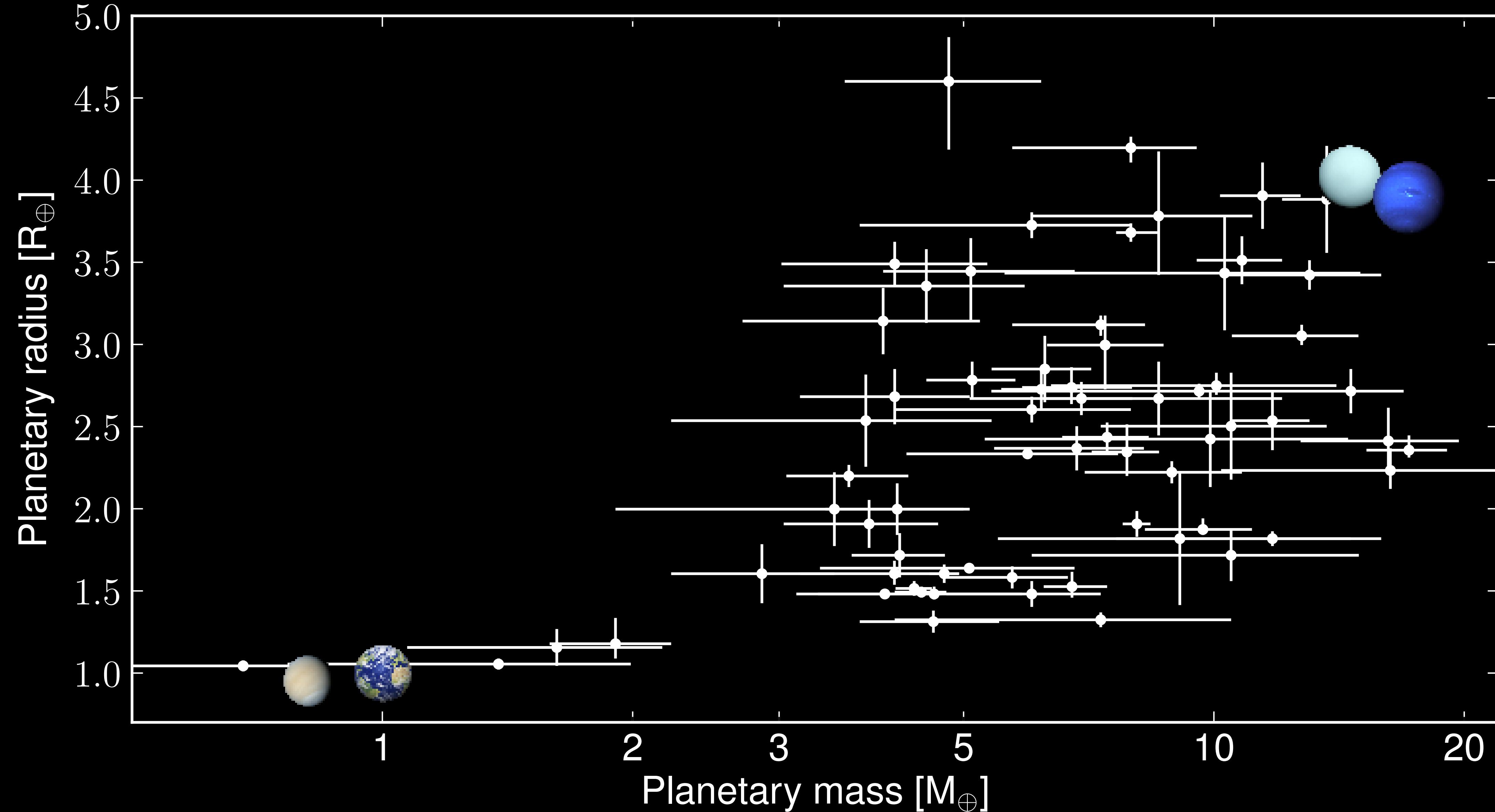
Atmosphère H - He (gas)

Modèle: Brugger et al. (2017)

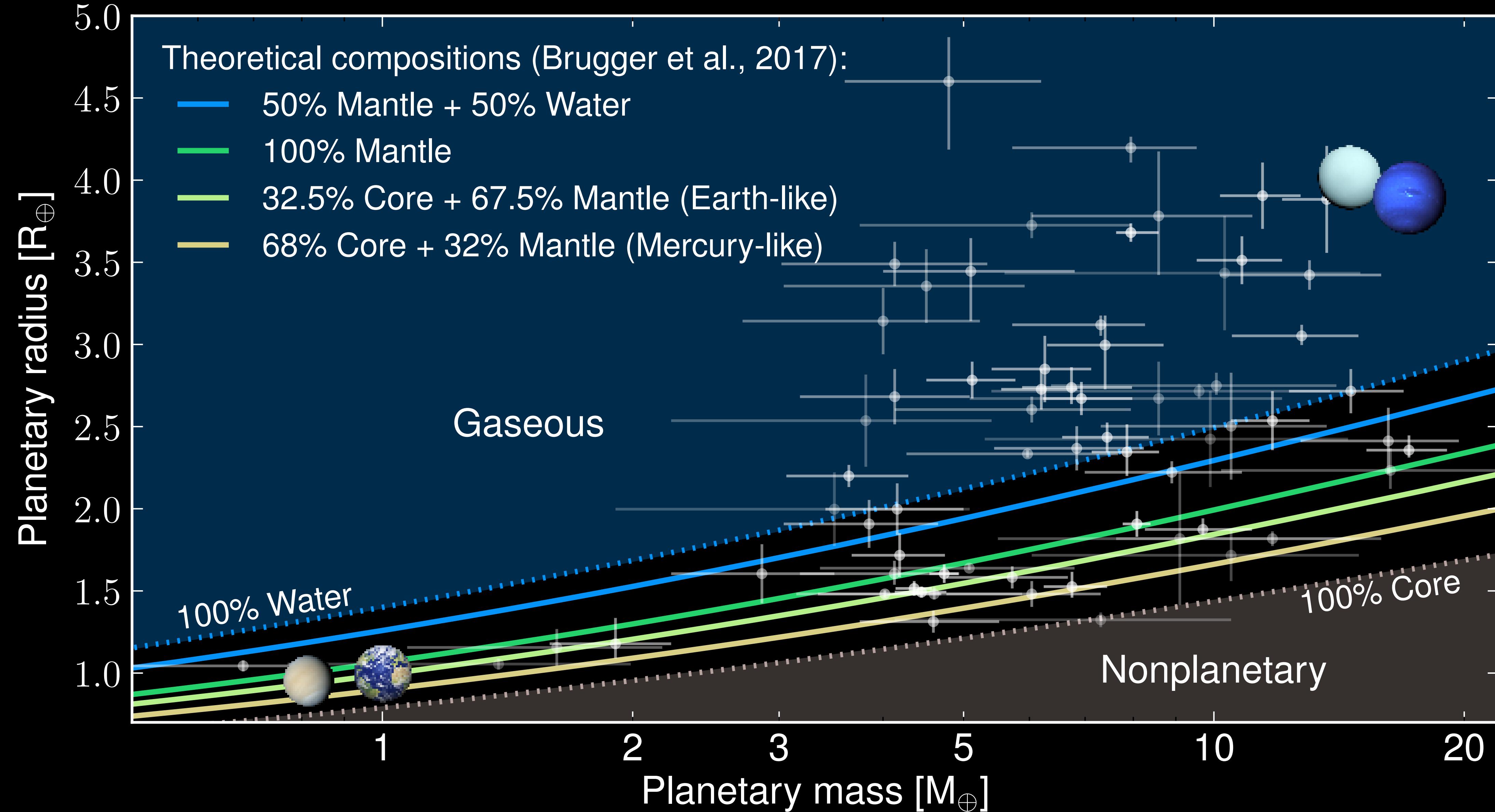
DIVERSITÉ DES PETITS MONDES



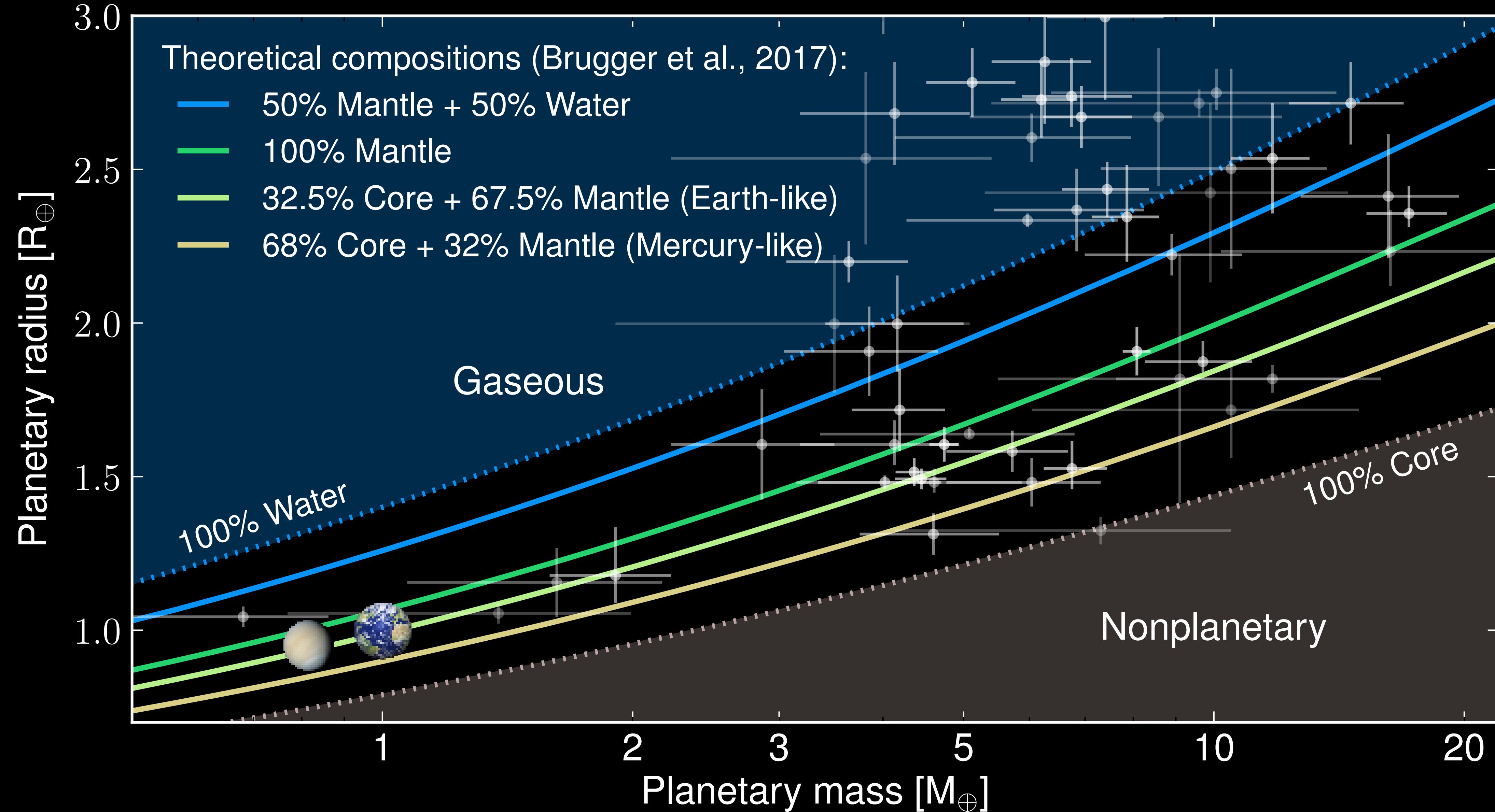
DIVERSITÉ DES PETITS MONDES



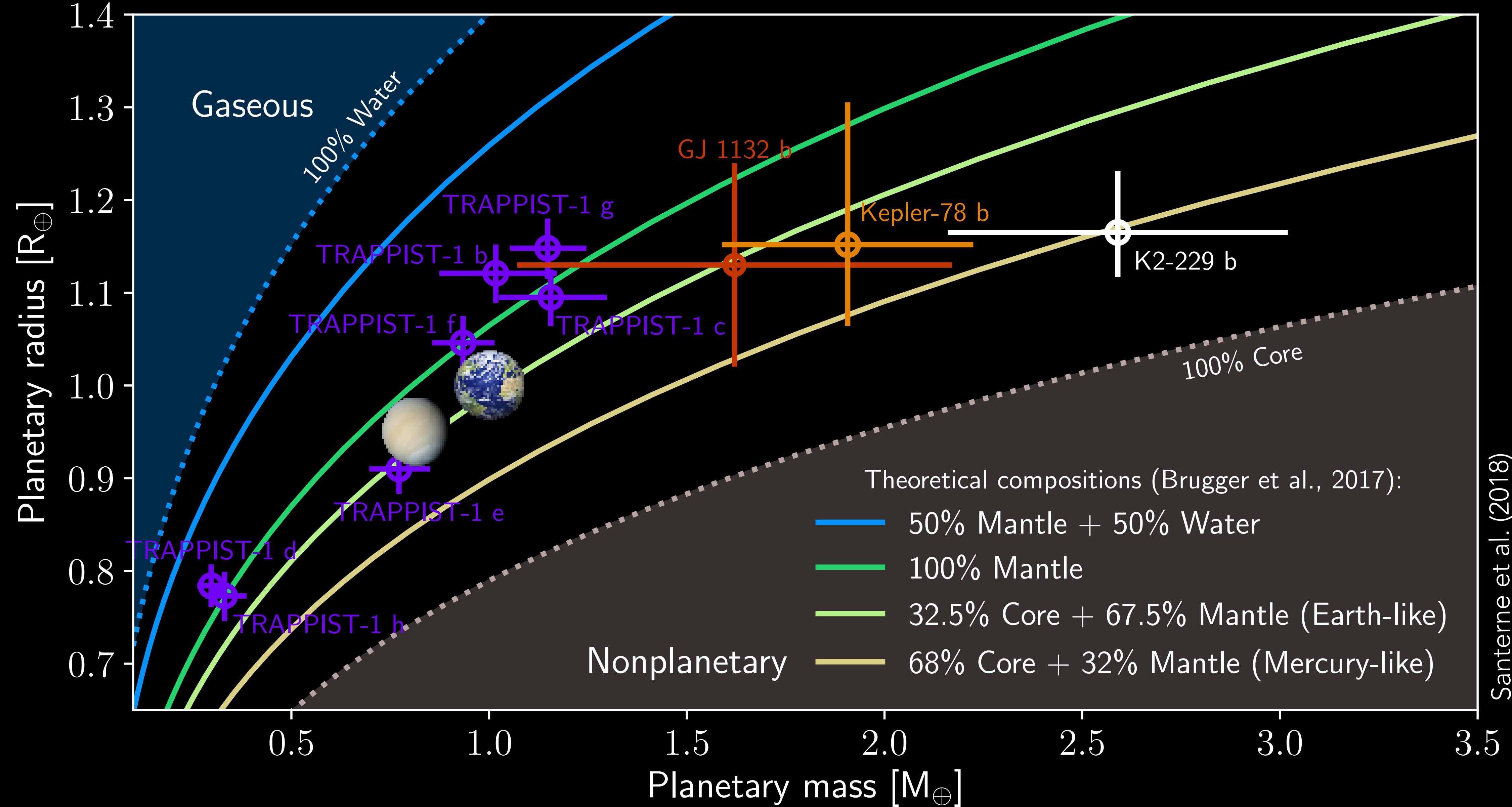
DIVERSITÉ DES PETITS MONDES



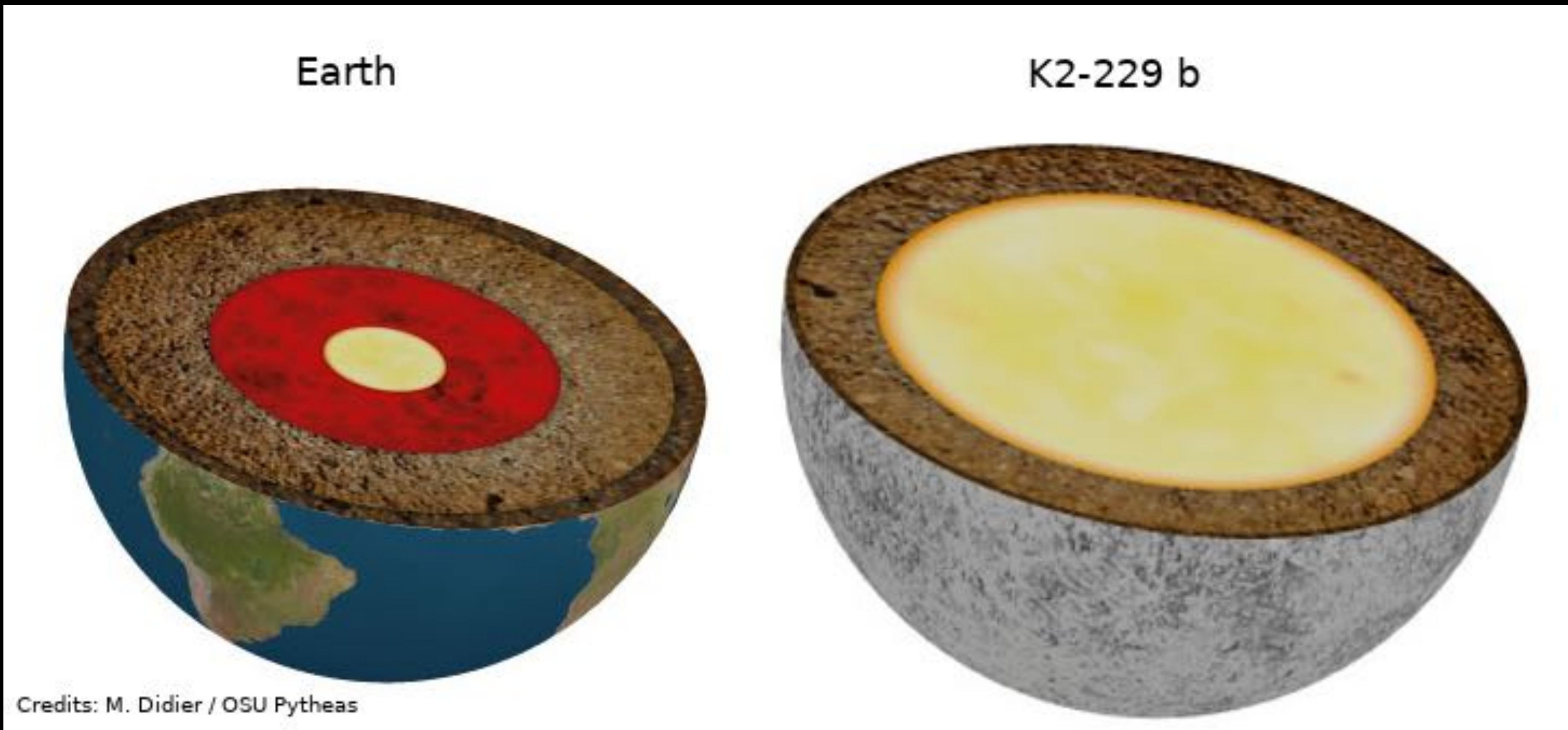
DIVERSITÉ DES PETITS MONDES



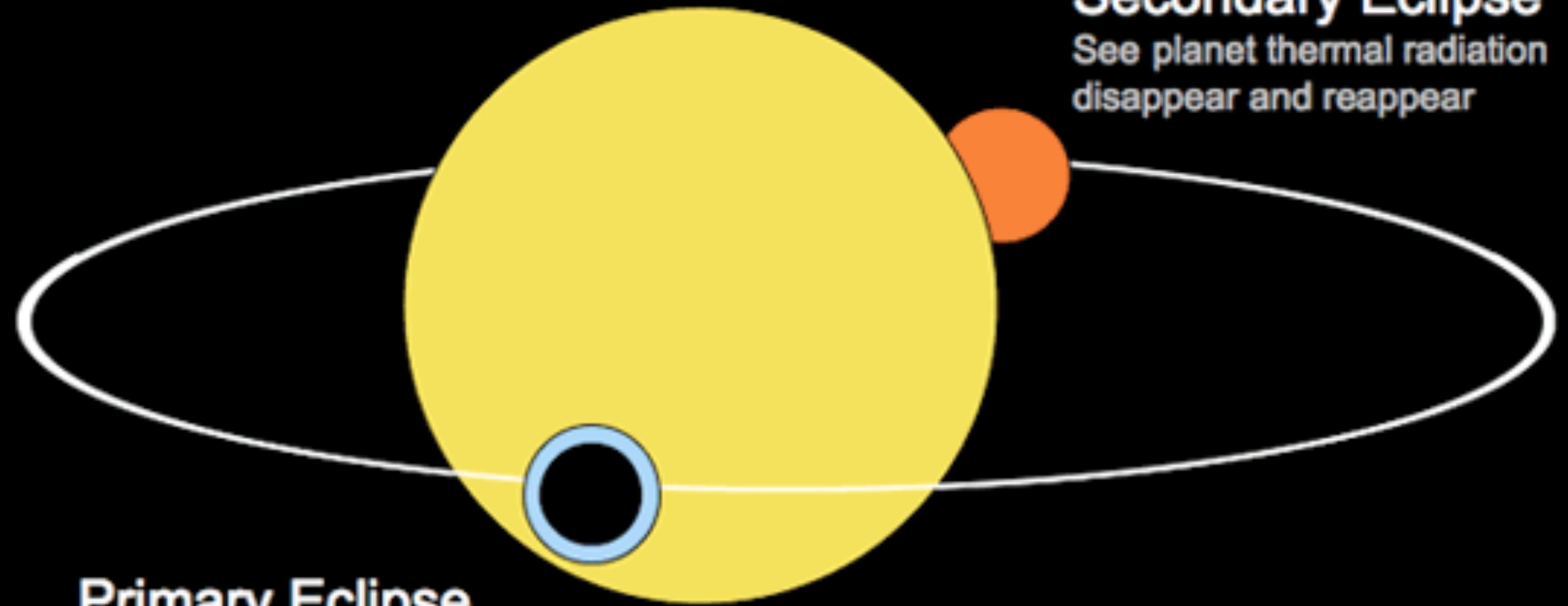
DIVERSITÉ DES PETITS MONDES



K2-229 B (OU FREDDIE)



SONDER LEUR ATMOSPHÈRE

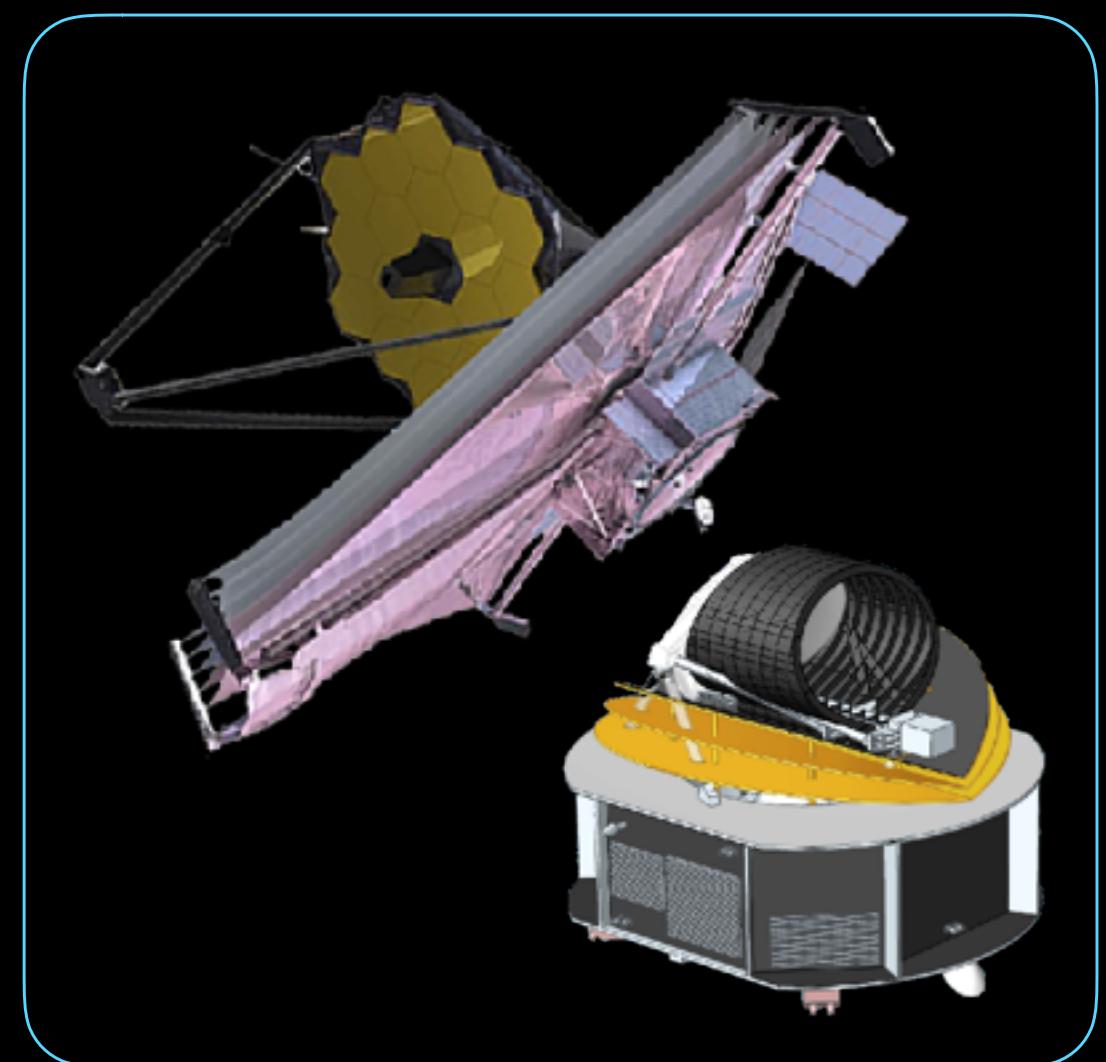
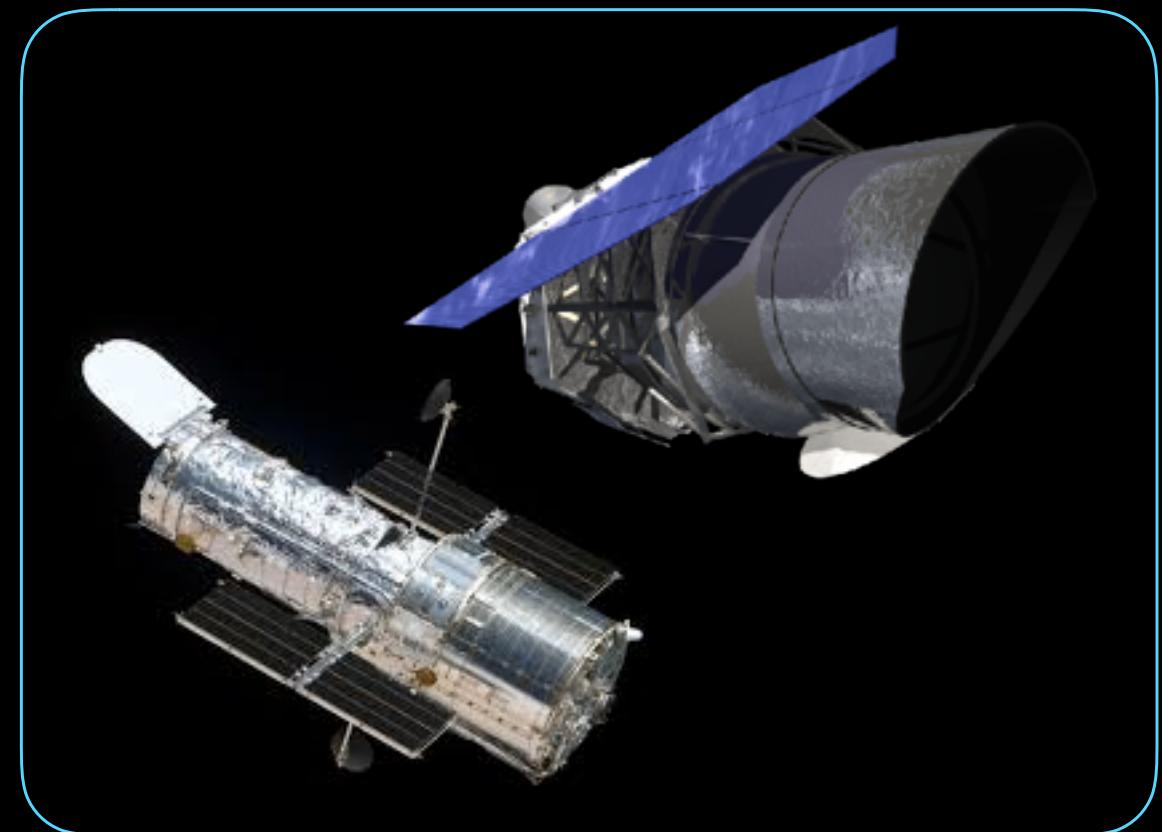


Primary Eclipse

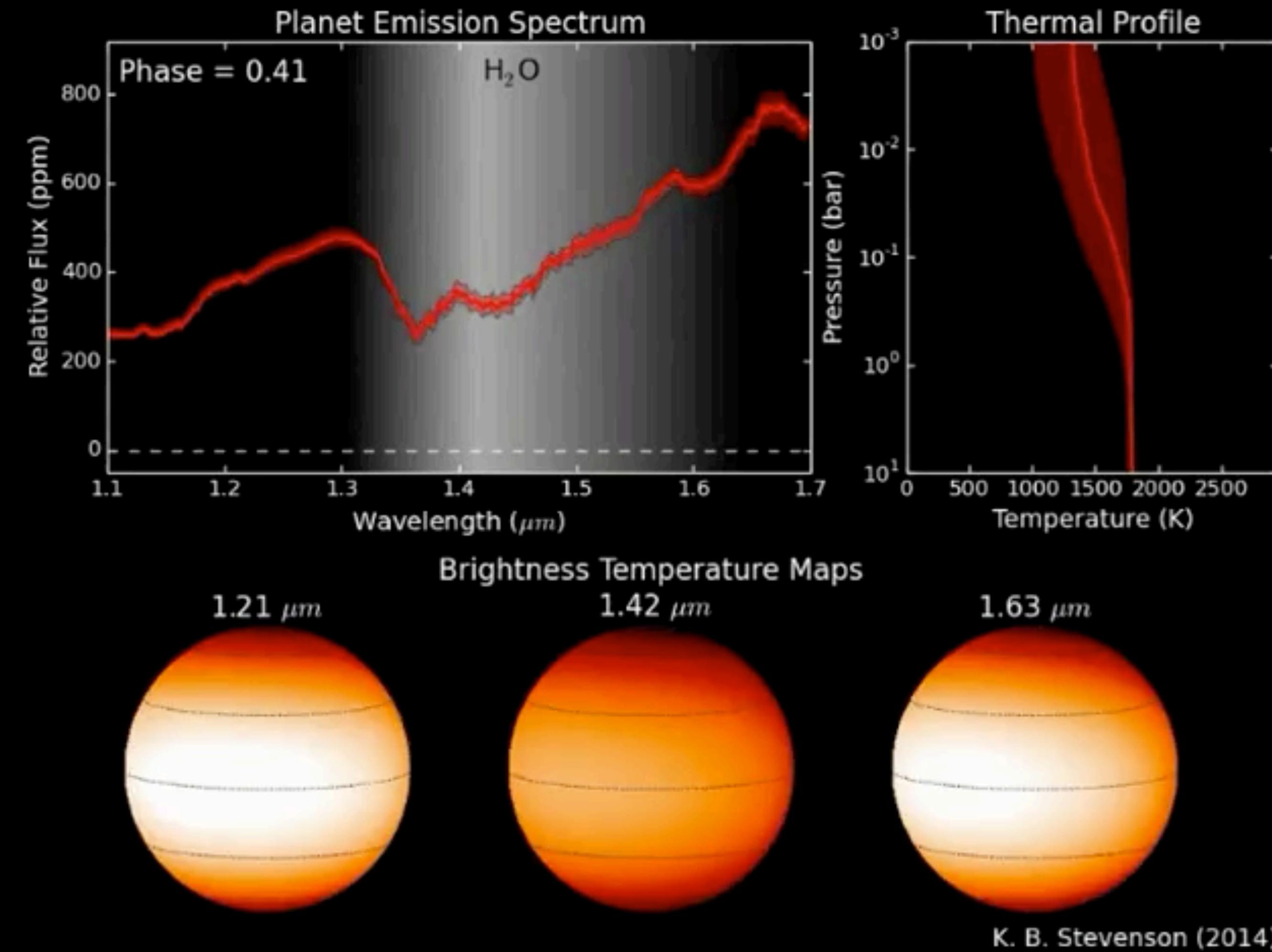
Measure size of planet
See star's radiation
transmitted through the
planet atmosphere

Learn about atmospheric
circulation from thermal phase
curves

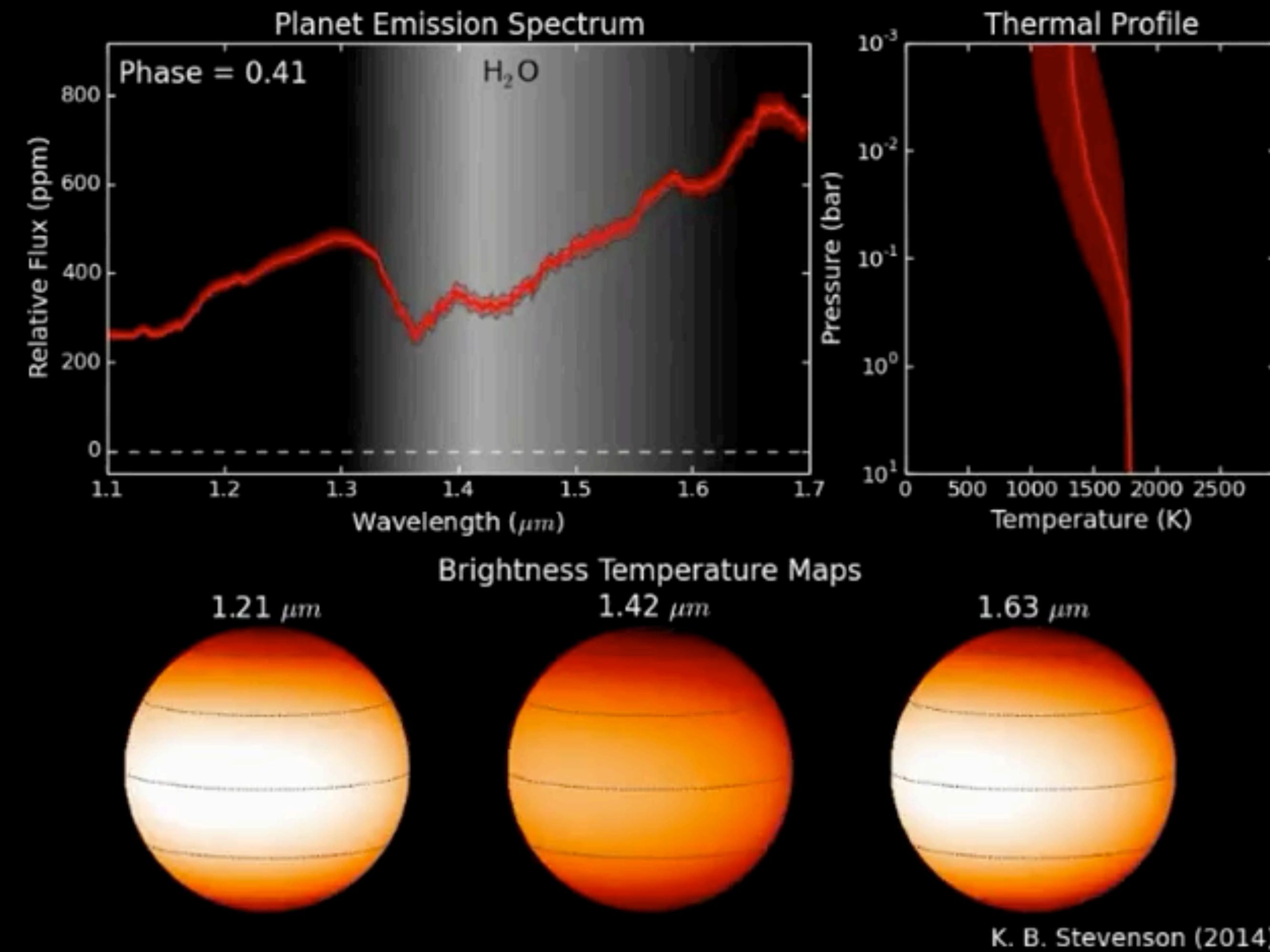
Figure by S. Seager



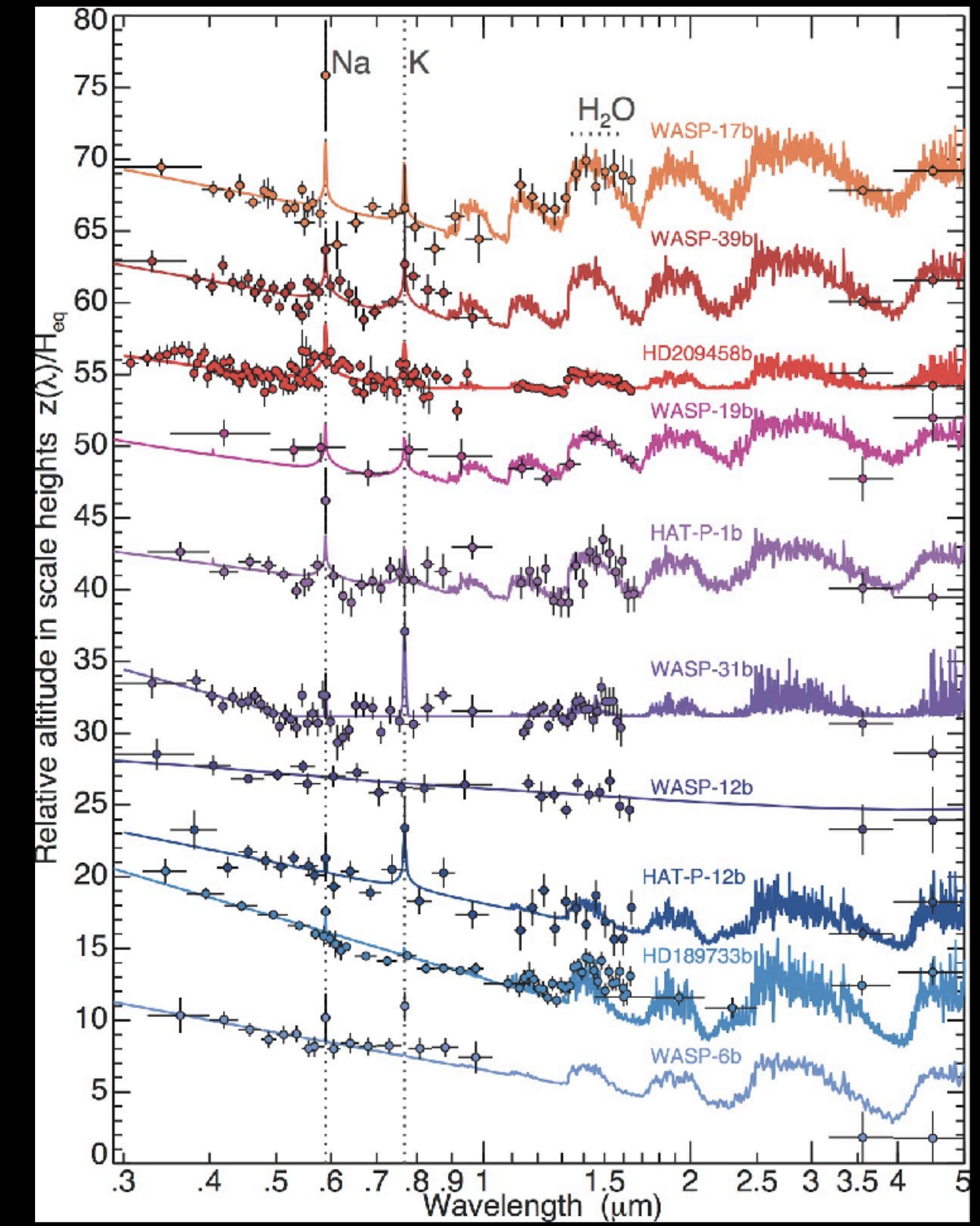
EXEMPLE DE DÉTECTION DE COURBE DE PHASE AVEC HST (WASP-43)



EXEMPLE DE DÉTECTION DE COURBE DE PHASE AVEC HST (WASP-43)

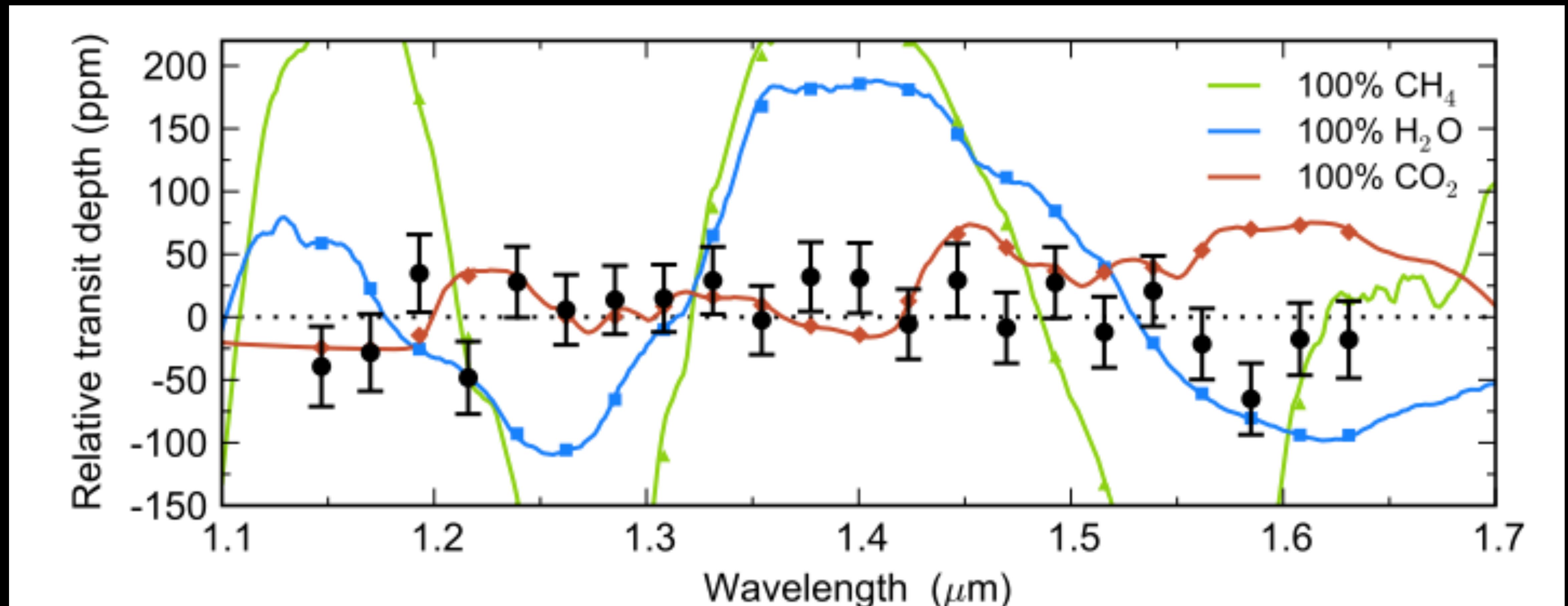


DIVERSITÉ DE COMPOSITION CHIMIQUE
UN ZOO
D'ATMOSPHÈRES DE
PLANÈTES GÉANTES

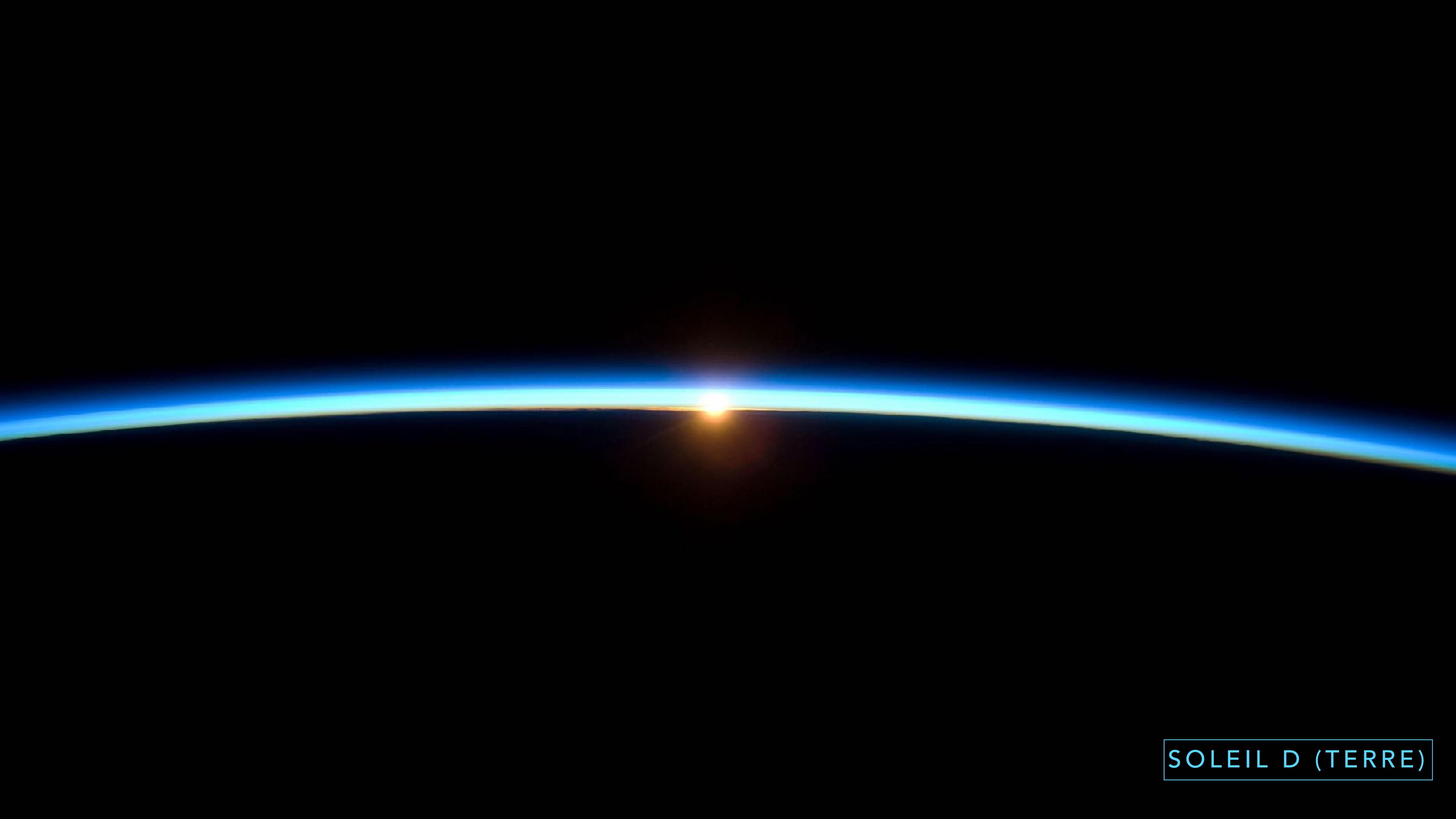


Sing et al. (2016)

Premier spectre en transmission d'une planète de type mini-Neptune (GJ1214)

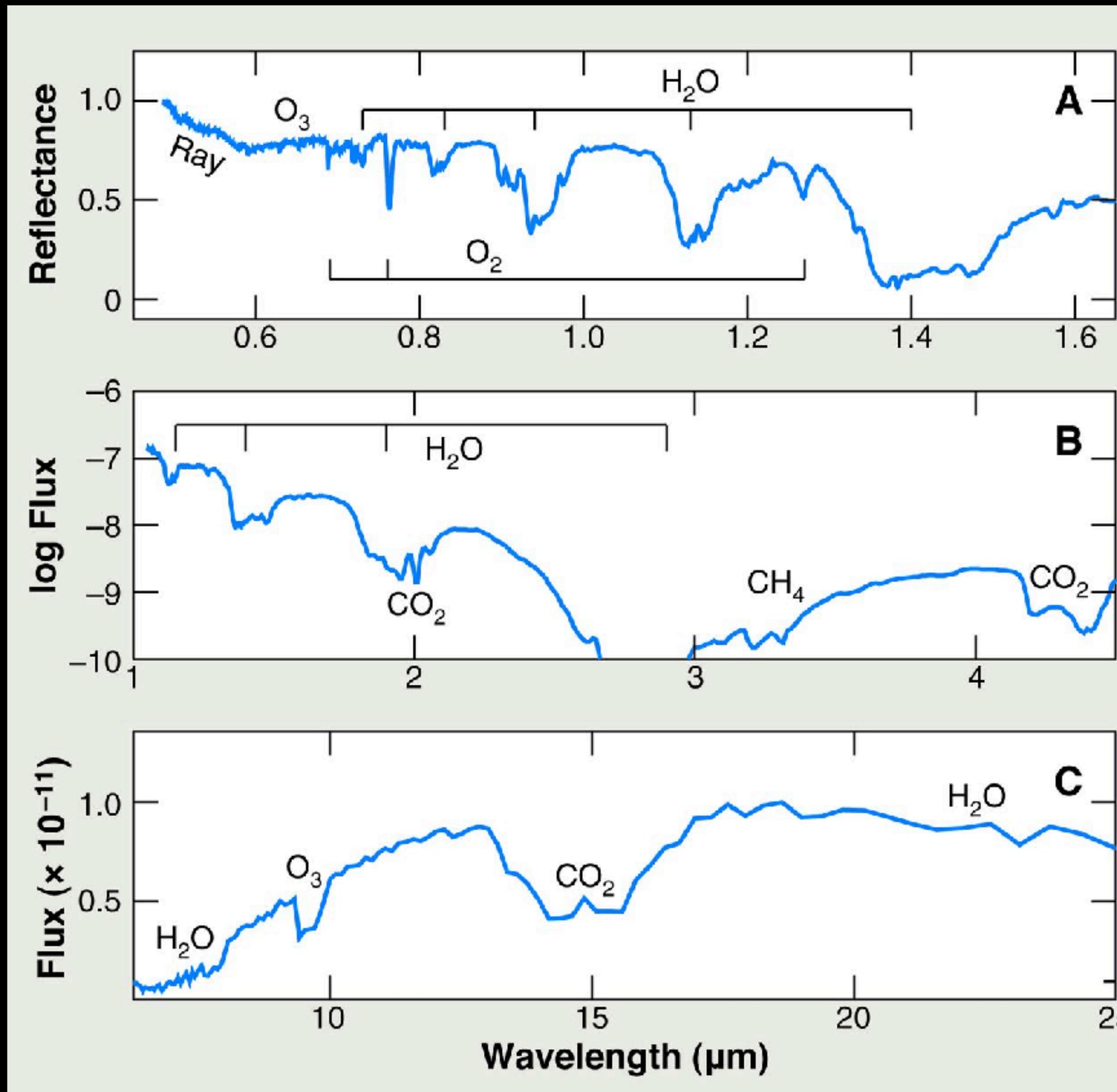


KREIDBERG ET AL (2014)



SOLEIL D (TERRE)

À LA RECHERCHE DE BIO-SIGNATURES ...

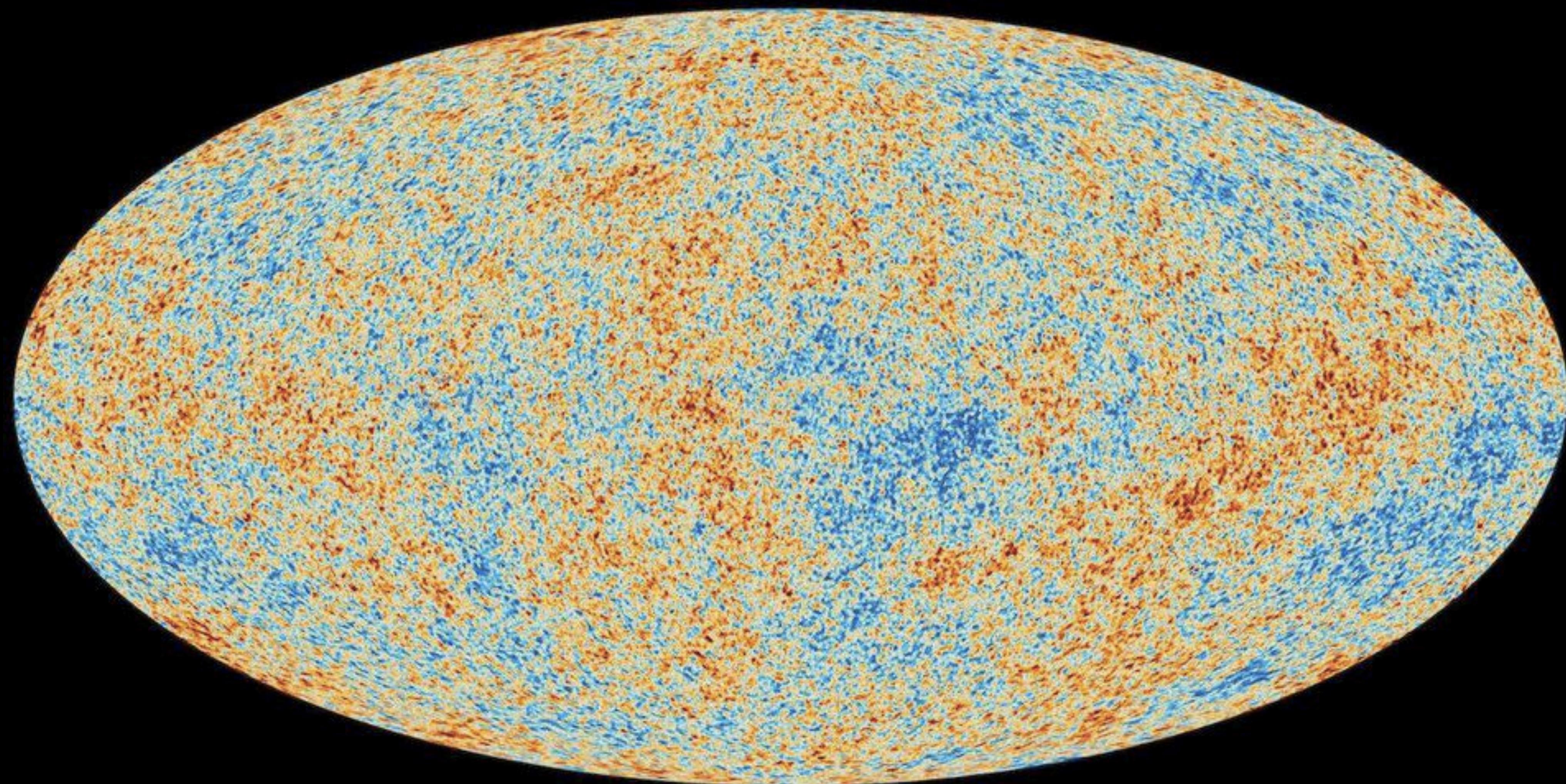


Seager (2013)

PRINCIPALES BIO-SIGNATURES :
 $\text{H}_2\text{O}, \text{CO}_2, \text{O}_2, \text{O}_3, \text{CH}_4$

LA DIVERSITÉ ...

DANS LE FOND DIFFUS COSMOLOGIQUE



Résultat Planck

LA DIVERSITÉ...

CHEZ LES GALAXIES



LA DIVERSITÉ ... CHEZ LES ÉTOILES

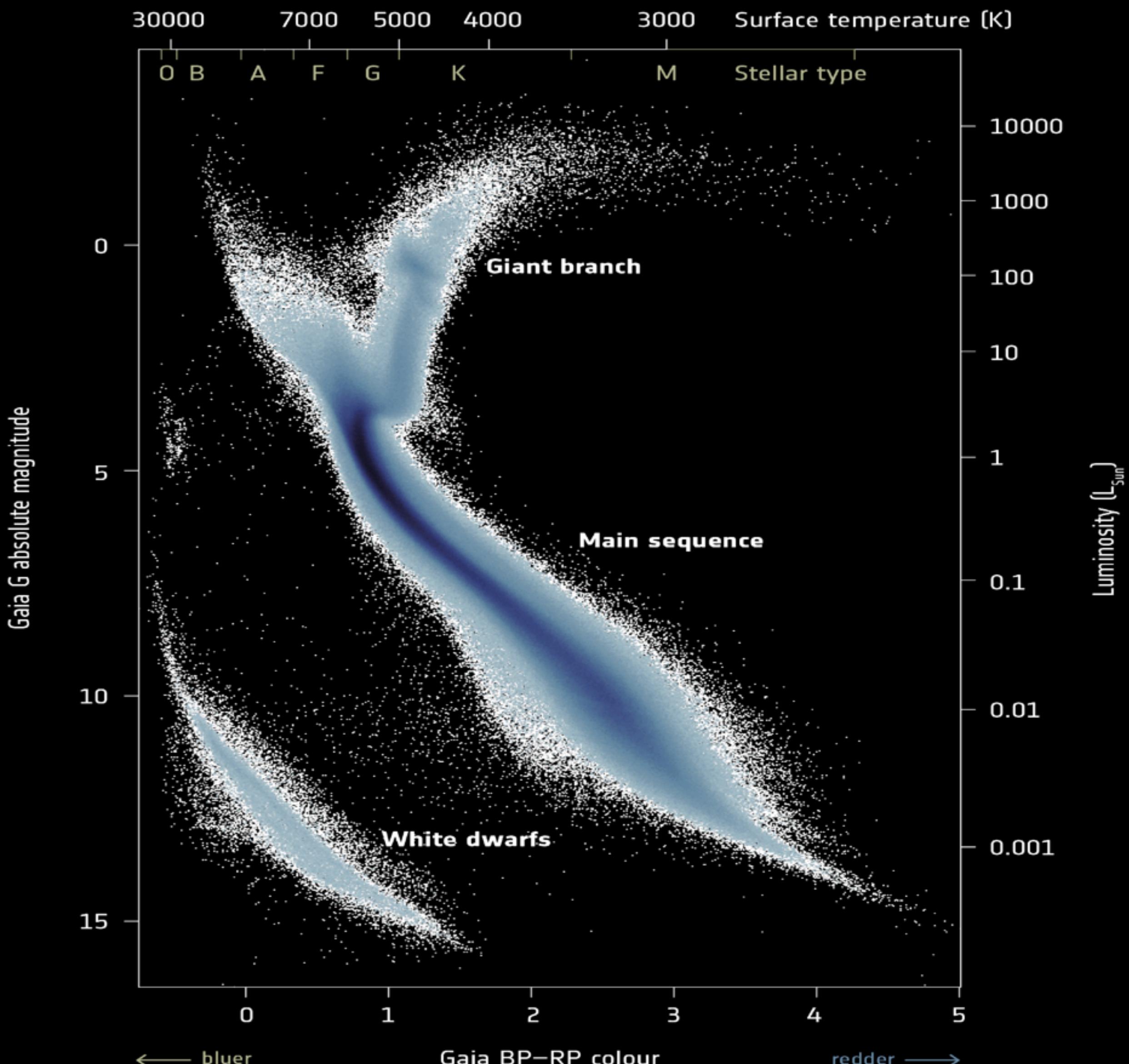
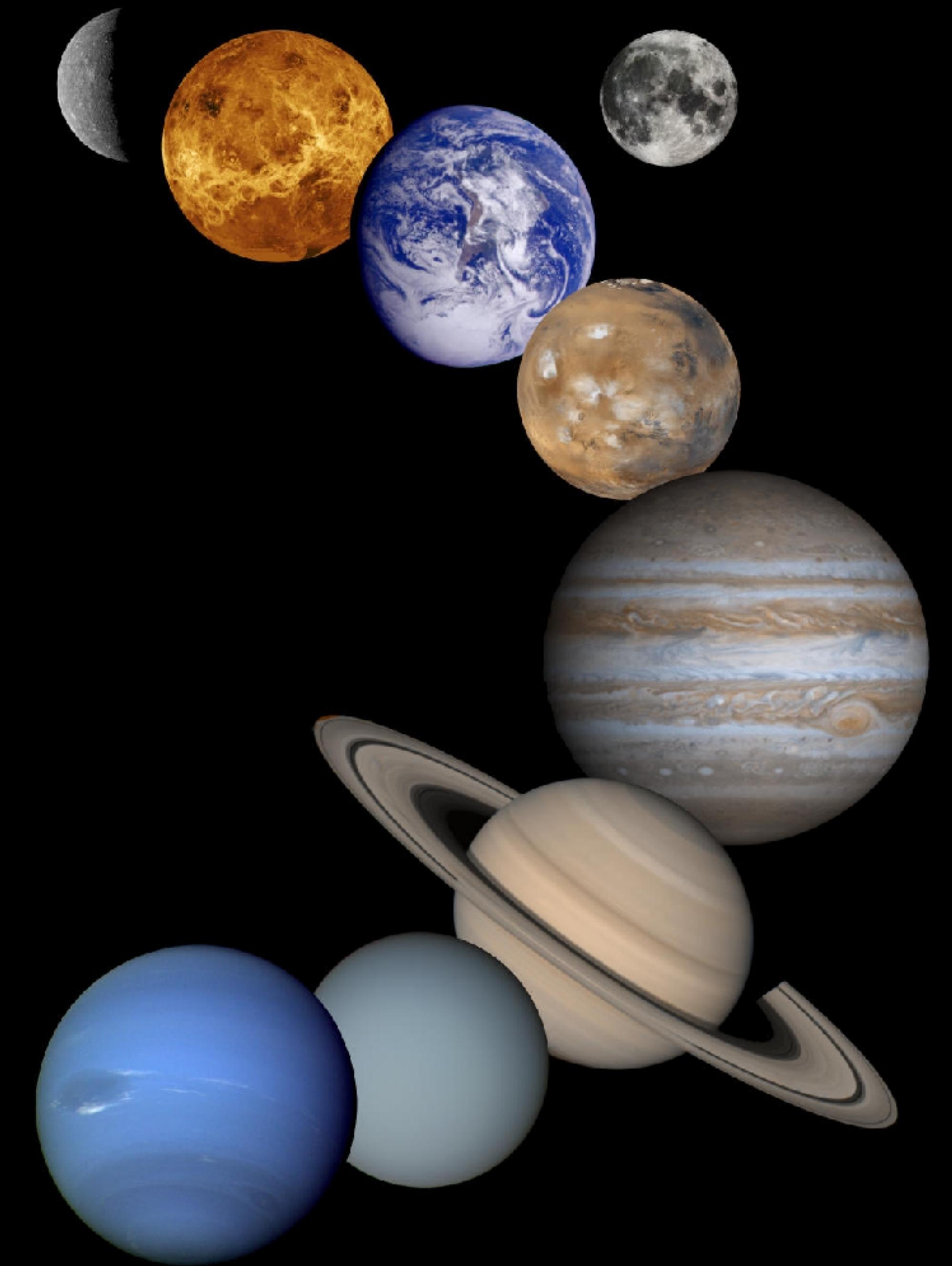


Diagramme HR Gaia

LA DIVERSITÉ ...
DANS LE SYSTÈME
SOLAIRE



LA DIVERSITÉ...

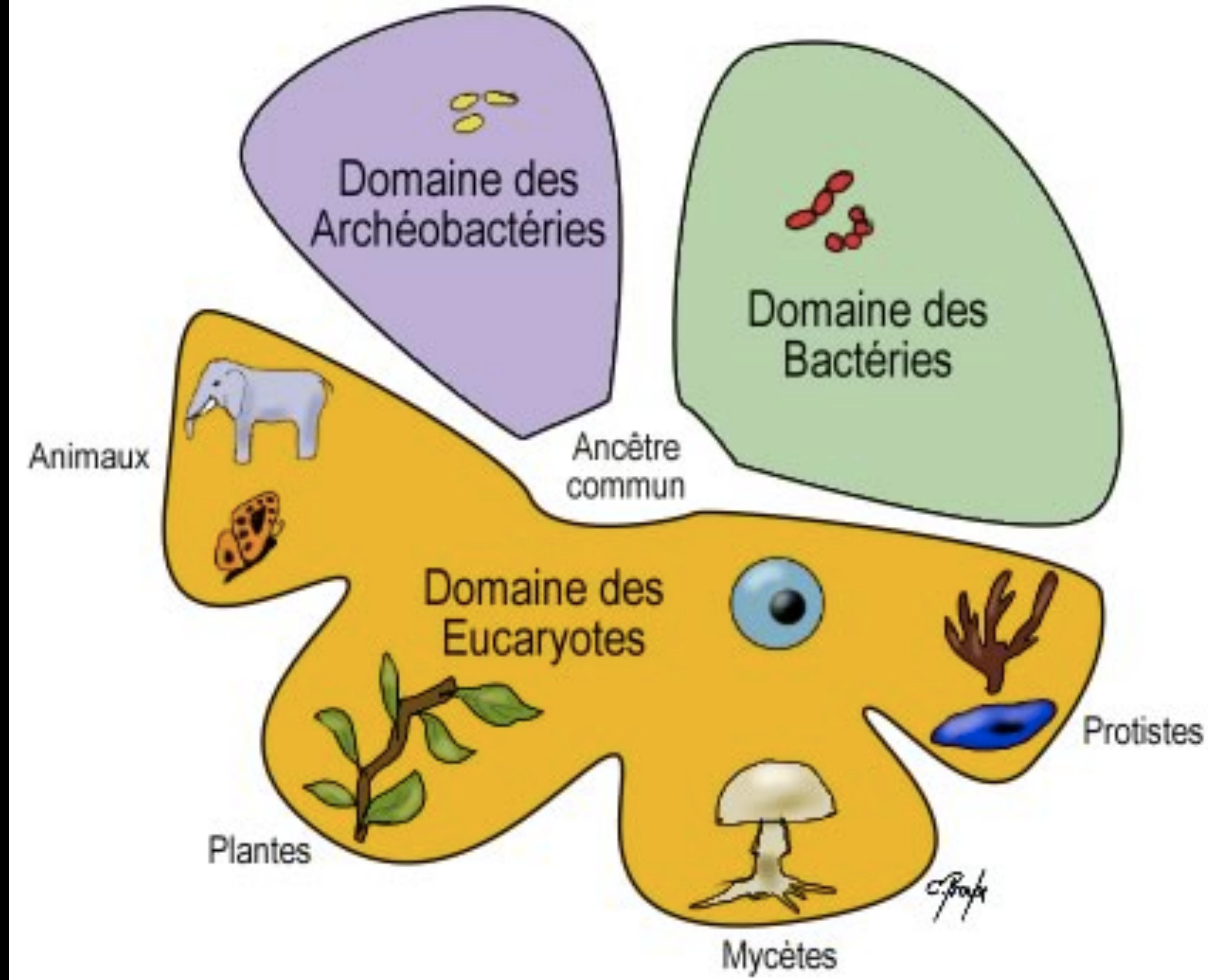
CHEZ LES ÉTRES HUMAINS



LA DIVERSITÉ .. DANS LE MONDE ANIMAL



LA DIVERSITÉ ...
AU
NIVEAU
DES
CELLULES



Si la **diversité** est présente partout dans la nature / l'univers ...

Si la **diversité** est présente partout dans la nature / l'univers ...

POURQUOI LA VIE DEVRAIT ÊTRE PARTOUT **LA MÊME** ?



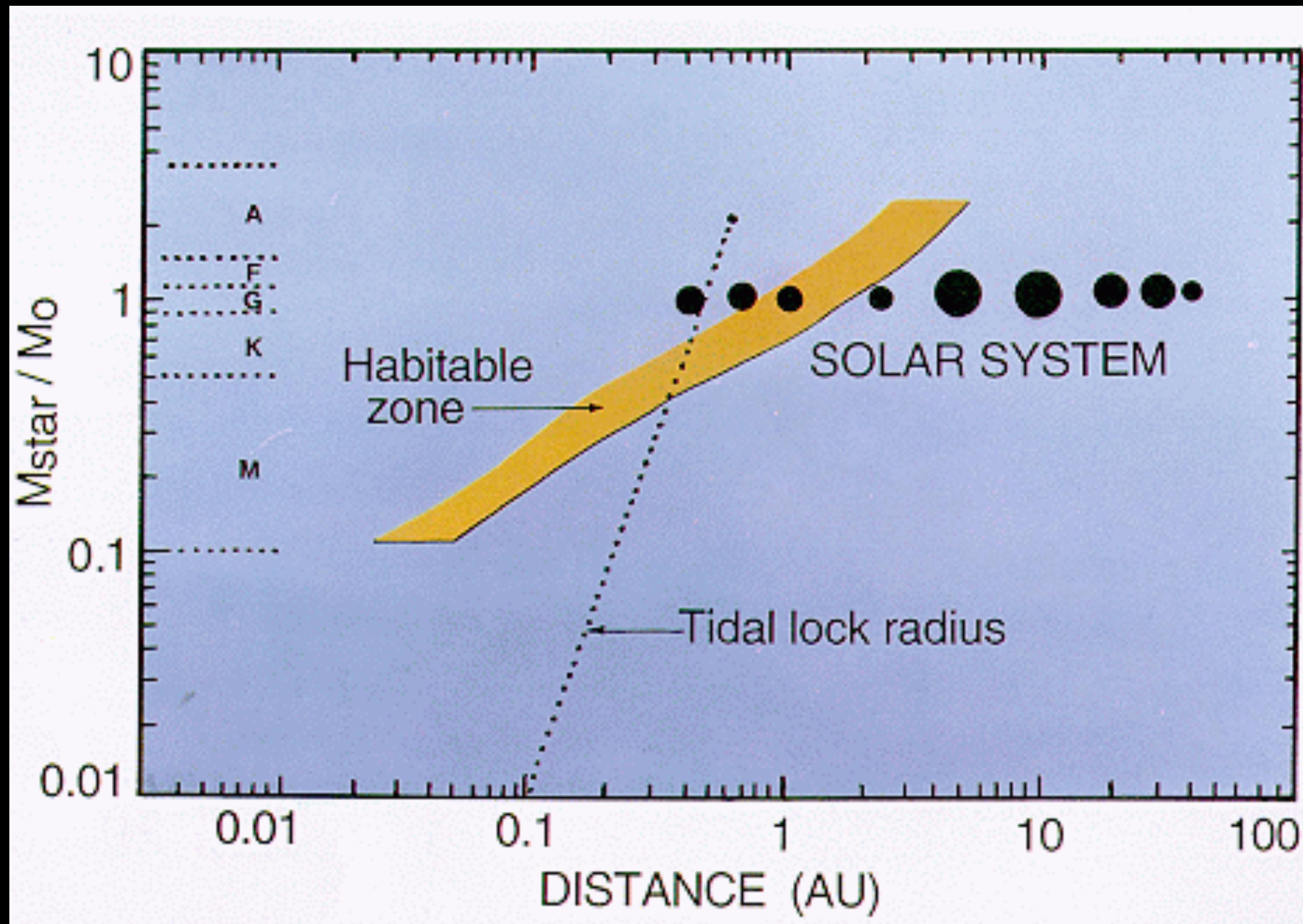
Si la **diversité** est présente partout dans la nature / l'univers ...

POURQUOI LA VIE DEVRAIT ÊTRE PARTOUT **LA MÊME** ?

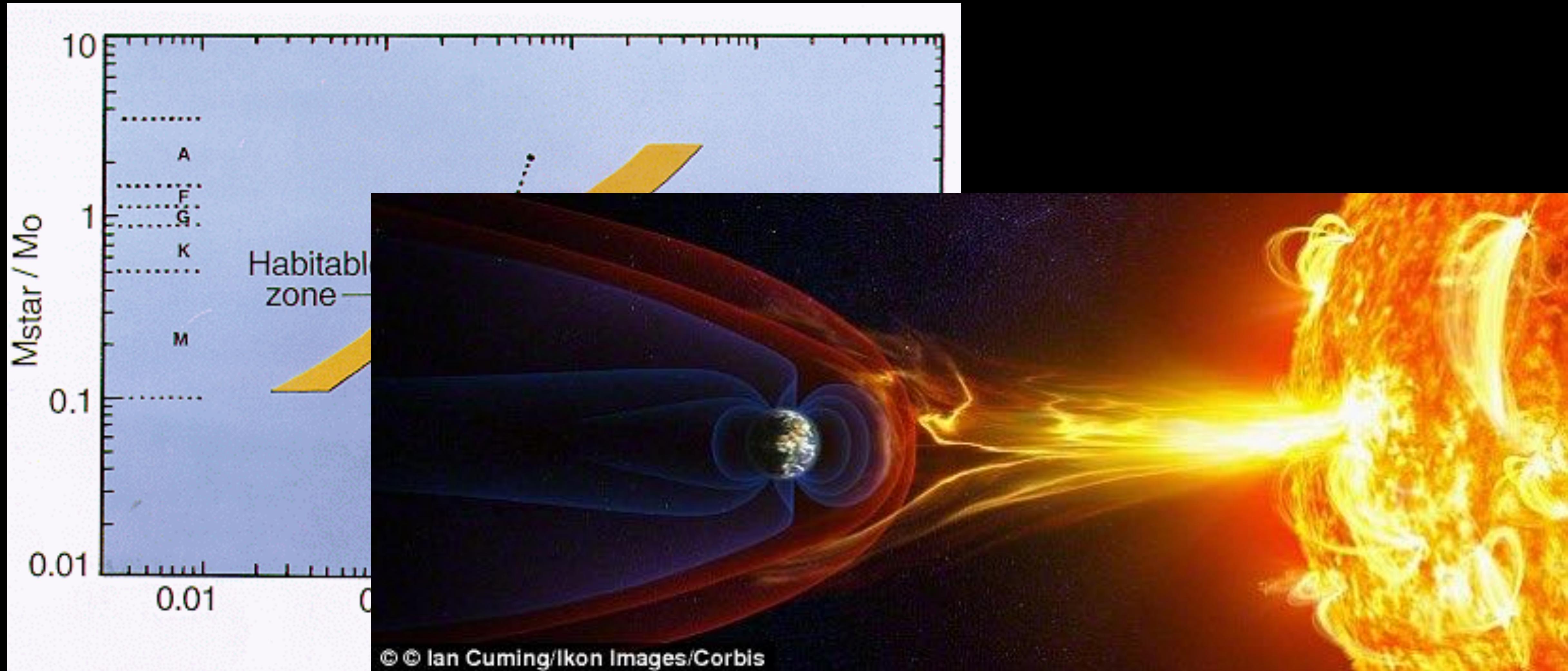


Comment **détecter** la présence de vie extra-terrestre ?

LE CONCEPT DE ZONE HABITABLE EST-IL VRAIMENT PERTINENT ?



LE CONCEPT DE ZONE HABITABLE EST-IL VRAIMENT PERTINENT ?



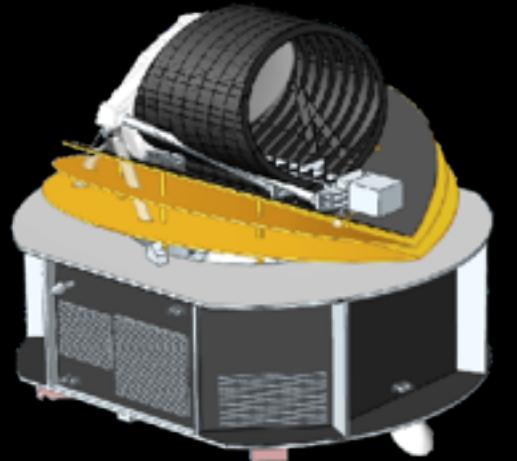
© Ian Cumming/Ikon Images/Corbis

QUELS MOYENS SPATIAUX AVONS-NOUS BESOIN POUR DÉTECTER UNE VIE EXTRA-TERRESTRE ?

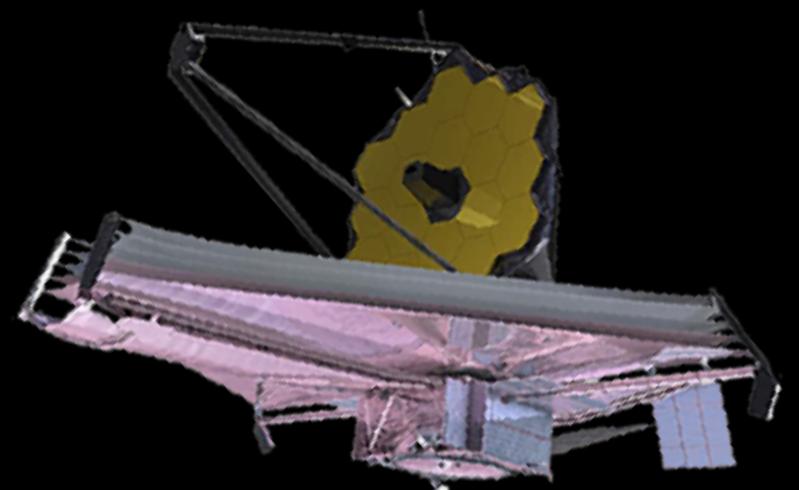
2020's



PLATO: fournisseur de planètes "habitables"

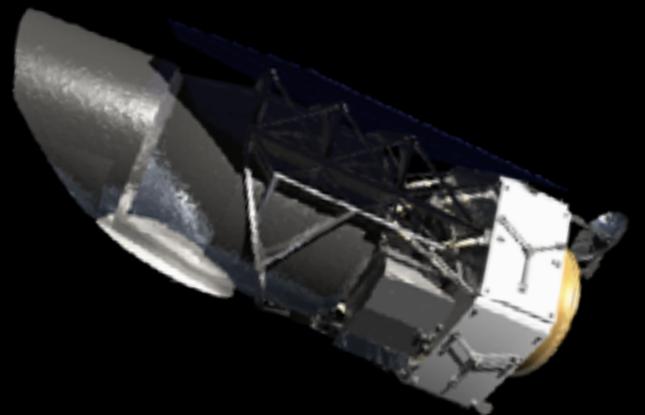


ARIEL: caractérisation d'atmosphère de planètes chaudes

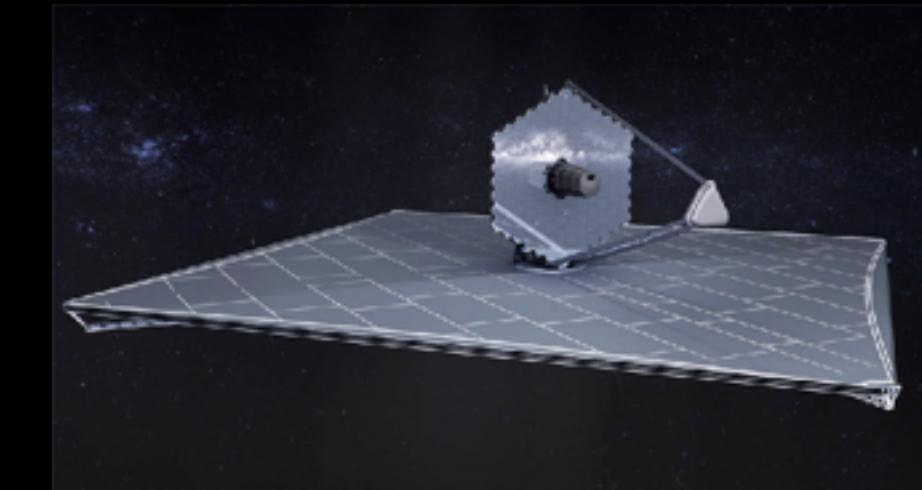


JWST: caractérisation d'atmosphère de planètes plus froides / plus petites ?

2030's, 2040's, ...



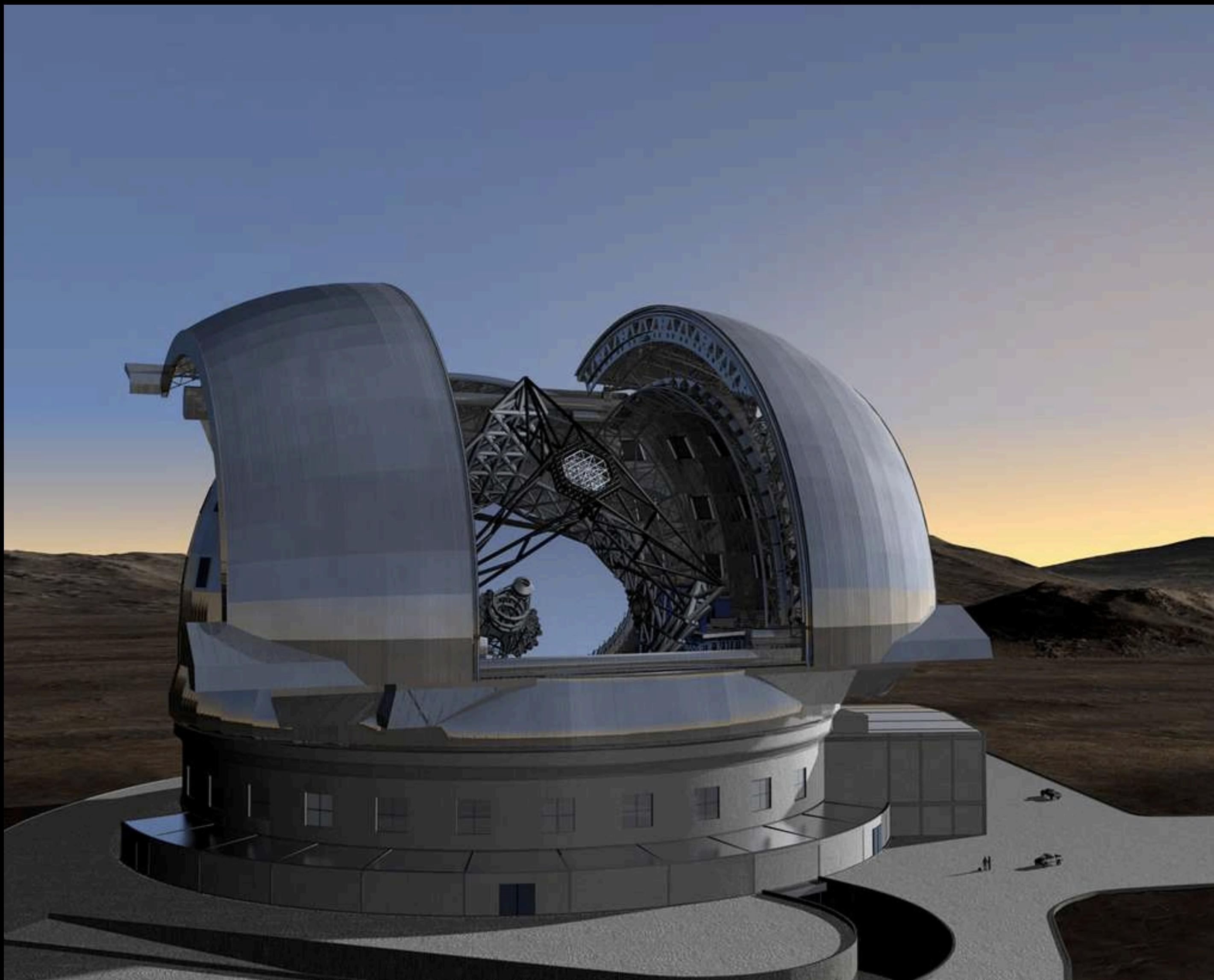
WFIRST



LUVOIR,
HaBeX, OST

ESA Voyage 2050 ?

QUE PEUT-ON FAIRE DEPUIS LE SOL ?



CONCLUSIONS

- Des dizaines de planètes telluriques découvertes = grande diversité de composition !
- Planètes telluriques chaudes mais nouveaux instruments pour détecter des planètes plus froides
- Grande diversité dans les atmosphères de planètes géantes ! Premières détection d'atmosphère de mini-Neptune.
- La diversité est universelle : que doit-on atteindre de l'astrobiologie ?
- Quels moyens sol - espace avons-nous besoin pour explorer la diversité de la vie extraterrestre ?

CONCLUSIONS

- Des dizaines de planètes telluriques découvertes = grande diversité de composition !
- Planètes telluriques chaudes mais nouveaux instruments pour détecter des planètes plus froides
- Grande diversité dans les atmosphères de planètes géantes ! Premières détection d'atmosphère de mini-Neptune.
- La diversité est universelle : que doit-on atteindre de l'astrobiologie ?
- Quels moyens sol - espace avons-nous besoin pour explorer la diversité de la vie extraterrestre ?

Avec
A. R. C. I.