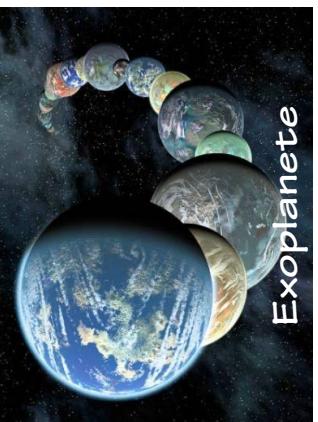


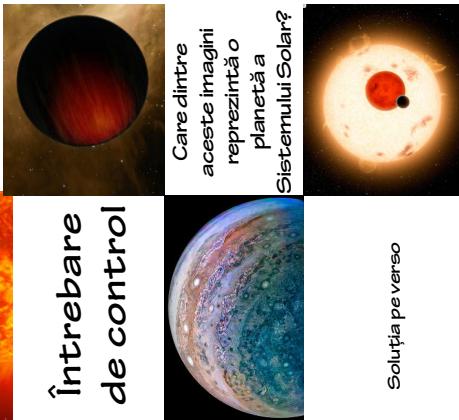


Jean Schneider
Mažyna Stasińska
Paris Observatory

Exoplanete



Universul în buzunarul meu



Solutia pe verso

Întrebare
de control



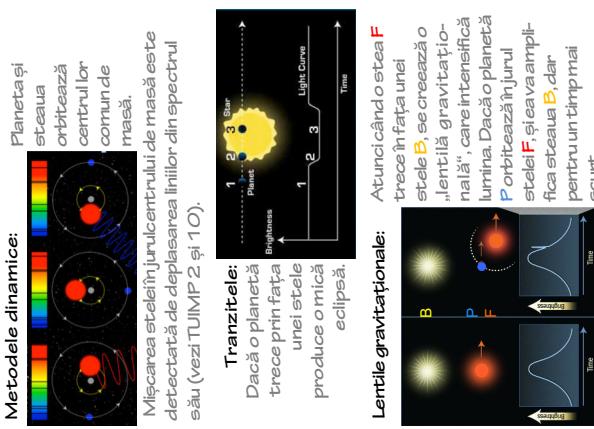
Viiitorul

În următorii 10 ani, telescoapele terestre cu diametrul de 30 până la 40 m vor funcționa pentru a detecta exoplanetele prin metoda optici și variatilile de viteza ale stelelor.

Telescoapele spațiale, incluzând Cheops, JWST, Platon și Ariel, vor fi lansate pentru a detecta planetele prin metoda tranzitului. JWST va face, de asemenea, imagistică directă.

Telescoapele spațiale mari cu diametrul de 8 până la 18 m (JWIR, Habex) sunt proiectate de NASA pentru a detecta semnele vieții pe exoplanete până în 2050. În viitorul îndepărtat, interferometrele spațiale uriașe vor face hărți detaliate ale planetelor. Să, probabil, sondele interstellare vor fi lansate către cele mai apropiate exoplanete pentru a realiza imagini din apropierea lor.

Inginerii lucrează deja la tehnici de propulsie pentru a atinge timpuri atât de îndepărtate.



Metode indirecte de descoperire

Prințele detectări ale exoplanetelor au folosit efectele planetelor asupra steliei sale (vezi pagina opusă), permitând obținerea multor proprietăți ale planetelor.

- Misiunea Kepler a observat 530000 de stele, găsind până acum 2500 de exoplanete. Altii 2500 de candidați sunt în curs de analiză.**

Satelitul european Gaia, lansat în 2013, va funcționa până în 2022. Va studia poziția și mișcarea a peste un miliard de stele cu o precizie deosebită.

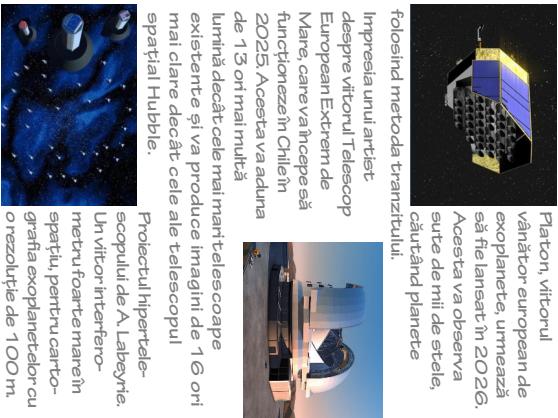
Masele (comparativ cu Pământul) față de lungimea anului (în zile terestre) pentru toate exoplanetele cunoscute până în februarie 2019 (date de la

Mărimea	100000	10000	1000	100	10	1
Exoplanete	+	+	+	+	+	+
Mercur	●	●	●	●	●	●
Venere	●	●	●	●	●	●
Earth-size	●	●	●	●	●	●
Marte	●	●	●	●	●	●
Jupiter	●	●	●	●	●	●
Saturn	●	●	●	●	●	●
Uranus	●	●	●	●	●	●
Nebula	●	●	●	●	●	●

Prințulă istorie a descoperirilor

Prințele descoperirile ale exoplanetelor au fost făcute de la sol folosind **metoda vitezelor radiale utilizând spectrografe de la sateliții CoRoT și Kepler. Acestea au detectat variații de lumină cauzate de pasajul unei planete între sunul și suntașul său. Apoi, numărul de detections a crescut, începând din 2019, peste 800 de planete și 600 de sisteme multi-planetare, au fost găsite în această metodă.**

În 2006 a fost lansat sateliții franceză ESA CoRoT, urmat în 2009 de telescopul spațial NASA Kepler. Ambii au folosit metoda tranzitului. CoRoT a fost primul care a detectat o planetă stâncioasă, Kepler a descoperit mii de planete. Sateliții au fost găsiți prin utilizarea lentilelor gravitaionale, iar 100 de planete au fost găsiți prin observare directă de pe Pământ. Sateliții Gaia vor efectua măsurări de astrometrie și mișcările adăucative a peste 1 miliard de stele. Ar trebui să detecteze mii de planete noi.



- Cu **metode dinamice**, prin studierea variațiilor **vitezii radiale** a stelei, obținem dimensiunea și excentricitatea orbitei, perioada de revoluție și o limită inferioară a masei planetare. Adevarata valoare a masei și orientarea orbitei sunt derivate din schimbarea poziției stelei față de stelele din apropiere (**astrometrie**).
- Cu **metode de tranzit**, obținem dimensiunea planetei de la adâncinarea curbei de lumină în timpul eclipselor și perioada de revoluție din timpul unei eclipse.
- **Cu lentile gravitaționale** obținem masa planetei și distanța acesteia de stea.

