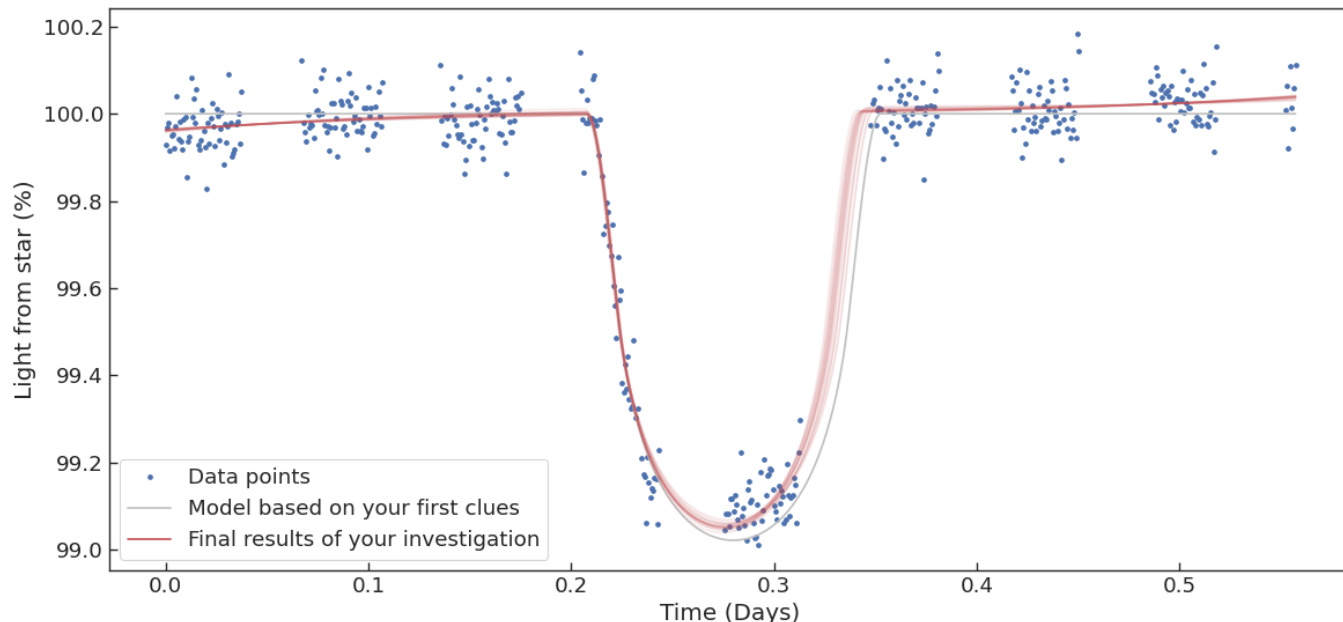
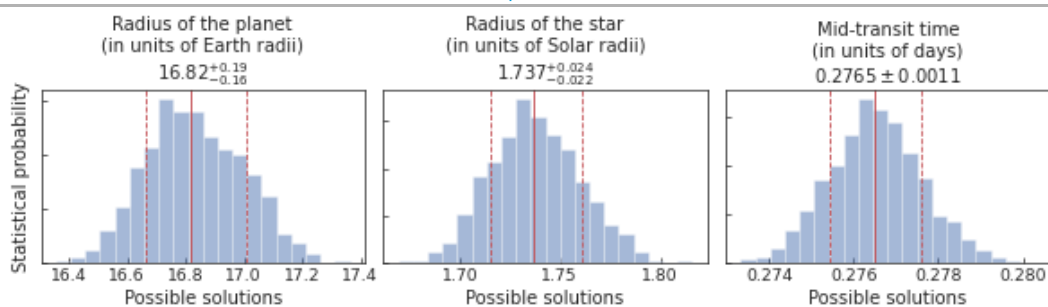


## → Curba de lumină de tranzit a exoplanetei KELT-3b

Rezultatele celei mai bune potriviri a modelului KELT-3b de la *allesfitter*



↑ Curba de lumină a tranzitului: cel mai bun model de ajustare.



- Histogramele arată probabilitatea ca fiecare parametru să aibă o anumită valoare.
- Linia centrală, solidă, indică valoarea mediană a fiecărui parametru.
- Liniile punctate din stânga și din dreapta acestuia indică limitele inferioară și, respectiv, superioară.
- Acestea se numesc incertitudini 1-sigma. Aceasta înseamnă că, din punct de vedere statistic, putem fi siguri în proporție de 68% că valoarea reală se află în interiorul lor.
- Rețineți că acest lucru înseamnă că este posibil ca adevărata valoare a unui parametru să se afle în afara acestor limite; acestea sunt doar incertitudini statistice, nu limite definitive.

↑ Histograma probabilității statistice a tuturor valorilor parametrilor lui KELT-3b

Nume	Valoarea mediană	Eroare mai mică	Eroare superioară	Notă de caz
Raza planetei (în unități de raze terestre)	16.82	0.16	0.19	Observații Cheops
Raza stelei (în unități de raze solare)	1.737	0.022	0.024	Observații Cheops
Țimpul de tranzit intermediar (în unități de zile)	0.2765	0.0011	0.0011	Observații Cheops
Perioada orbitală (în unități de zile)	2.70339			Alte observații din arhivă

↑ Tabel cu cei mai buni parametri de potrivire a modelului.