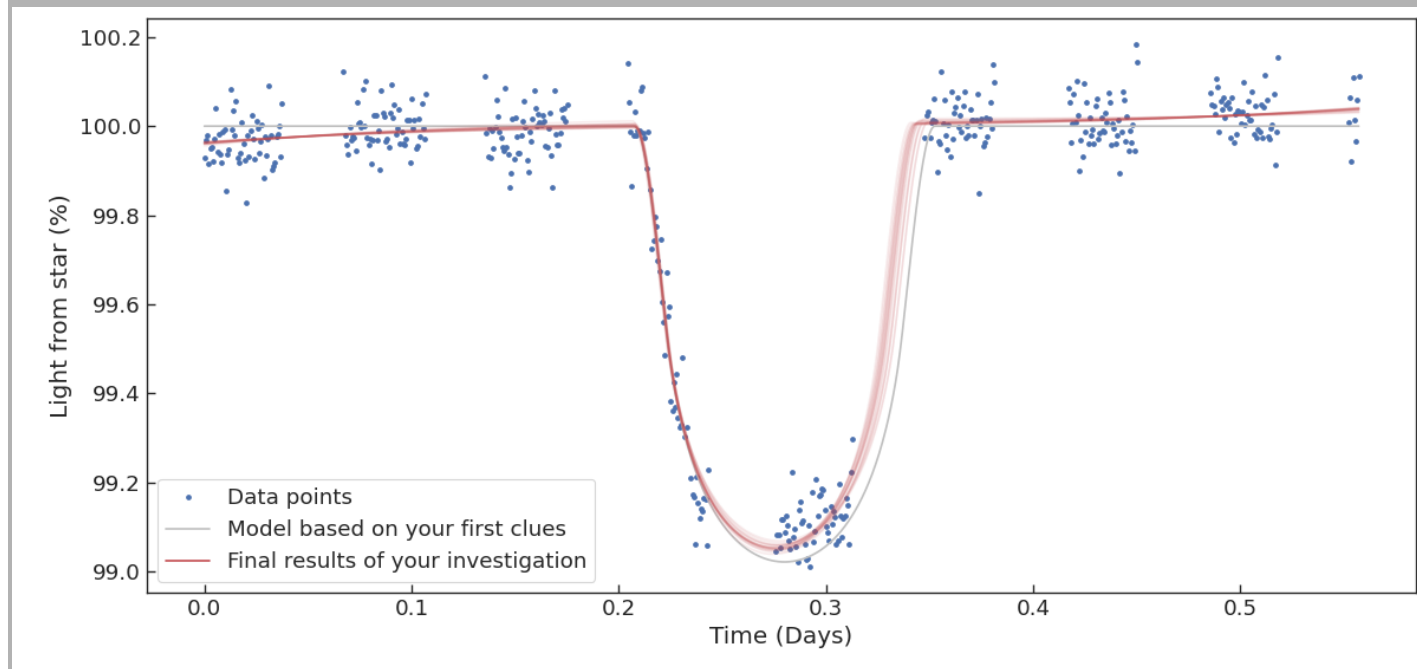


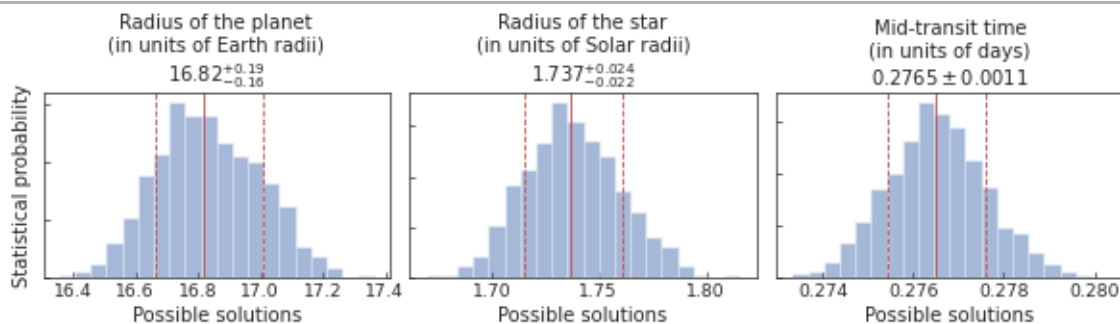
→ Annexe 1

Courbe de lumière de transit de l'exoplanète KELT-3b

Résultats de l'ajustement du meilleur modèle de KELT-3b par *allesfitter*



↑ [Modèle d'ajustement de la courbe de lumière de transit.](#)



- Les histogrammes montrent la probabilité que chaque paramètre ait une certaine valeur.
- La ligne centrale pleine indique la valeur médiane de chaque paramètre.
- Les lignes en pointillé à gauche et à droite indiquent respectivement les limites inférieure et supérieure.
- C'est ce qu'on appelle les incertitudes à 1 sigma. Cela signifie que, statistiquement, nous pouvons être sûrs à 68 % que la valeur réelle se situe à l'intérieur de ces limites.
- Notez que cela signifie qu'il est possible que la valeur réelle d'un paramètre se situe en dehors de ces limites ; il ne s'agit que d'incertitudes statistiques, et non de limites définitives.

↑ [Histogramme de la probabilité statistique de toutes les valeurs des paramètres de KELT-3b](#)

Nom	Valeur médiane	Erreur inférieure	Erreur supérieure	Note de cas
Rayon de la planète (en unités de rayons terrestres)	16,82	0,16	0,19	Observations de Khéops
Rayon de l'étoile (en unités de rayons solaires)	1,737	0,022	0,024	Observations de Khéops
Durée du transit à mi-parcours (en jours)	0,2765	0,0011	0,0011	Observations de Khéops
Période orbitale (en jours)	2,70339			Autres observations tirées des archives

↑ [Tableau avec les paramètres du modèle les mieux ajustés.](#)