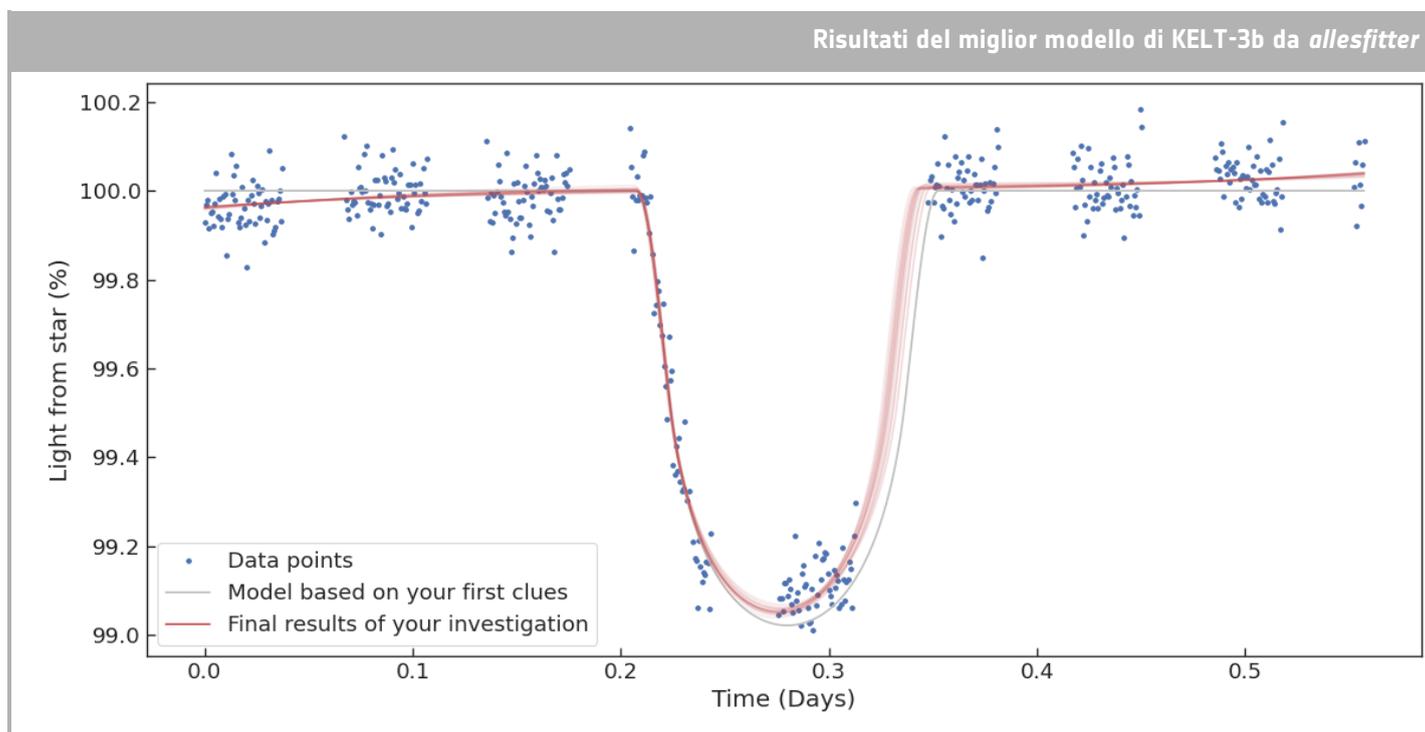
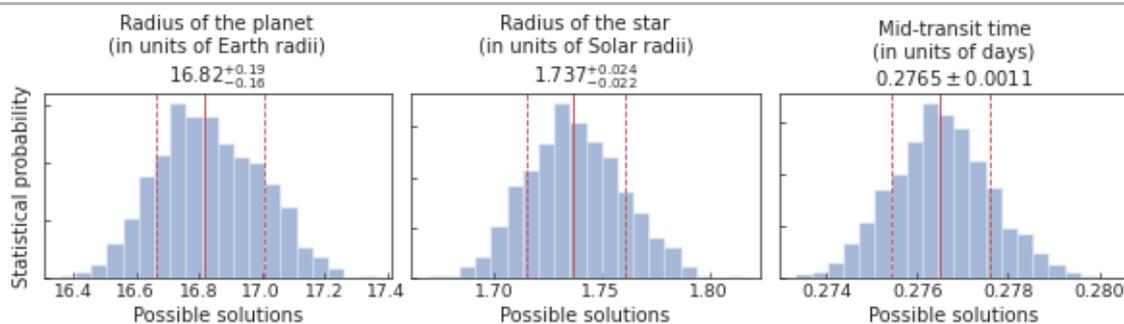


→ Allegato 1

Curva di luce di transito dell'esopianeta KELT-3b



↑ [Modello di best fit della curva di luce del transito.](#)



- Gli istogrammi mostrano la probabilità che ogni parametro abbia un determinato valore.
- La linea solida centrale mostra il valore mediano di ciascun parametro.
- Le linee tratteggiate a sinistra e a destra indicano rispettivamente i limiti inferiore e superiore.
- Queste sono chiamate incertezze di 1-sigma. Ciò significa che statisticamente possiamo essere sicuri al 68% che il valore vero si trovi all'interno di queste incertezze.
- Si noti che ciò significa che è possibile che il vero valore di un parametro si trovi al di fuori di questi limiti; si tratta solo di incertezze statistiche, non di limiti definitivi.

↑ [Istogramma della probabilità statistica di tutti i valori dei parametri di KELT-3b](#)

| Nome | Valore mediano | Errore inferiore | Errore superiore | Nota sul caso |
|---|----------------|------------------|------------------|----------------------------------|
| Raggio del pianeta (in unità di raggio terrestre) | 16,82 | 0,16 | 0,19 | Osservazioni di Cheope |
| Raggio della stella (in unità di raggi solari) | 1,737 | 0,022 | 0,024 | Osservazioni di Cheope |
| Tempo di transito medio (in unità di giorni) | 0.2765 | 0,0011 | 0,0011 | Osservazioni di Cheope |
| Periodo orbitale (in unità di giorni) | 2,70339 | | | Altre osservazioni dall'archivio |

↑ [Tabella con i parametri del modello meglio adattati.](#)