

Veränderlicher Stern V1330 Cas Typ EB

09./10. April 2025

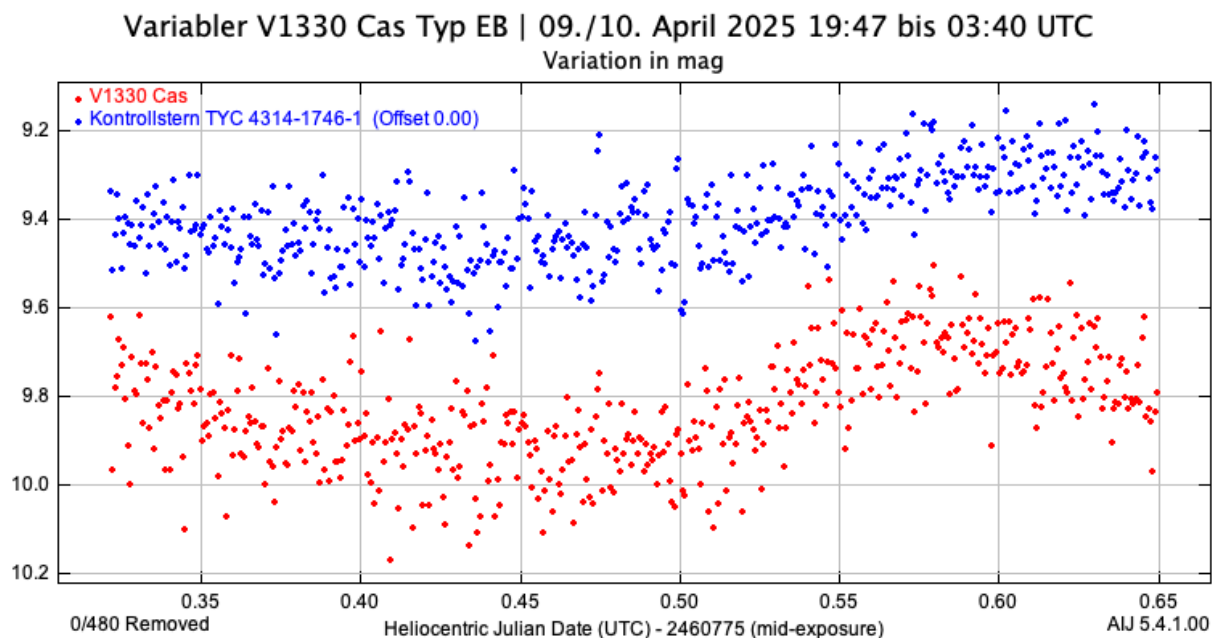
Astronomische Gesellschaft Oberwallis
Robert Glaisen



Daten von AAVSO:

V1330 Cas	mag	Delta mag	Periode T	Periode h:m:s
Maximum	10.24		0.55106074	13:13:31
Minimum	10.55	0.31		

Resultat:



Folgende Referenz-Sterne aus der Gaia-Datenbank werden verwendet :

Stern	Stern Name	Gaia mag	Bemerkung
1	V1330 Cas	G 9.938520	TYC 4315-1566-1
2	TYC 4314-837-1	G 9.444022	Kontrollstern
3	TYC 4314-1746-1	G 9.816427	
4	TYC 4314-1128-1	G 9.758425	
5	TYC 4314-49-1	G 10.693595	
6	TYC 4315-1794-1	G 9.824803	

Das Minimum wurden mit Fityk ermittelt (am 9. April 2025):

$2460775.438039 \pm 0.002720 = 22:30:47 \text{ HJD(UTC) bei } 9.931529 \pm 0.007792 \text{ mag}$

Diese Tabelle zeigt die Streuung der gemessenen Werte und deren Mess-Fehler (gemäss AstroImageJ).

V1330 Cas	mag	Fehler	TYC 4314-837-1	mag	Fehler
Mittelwert	9.831	0.03163	Mittelwert	9.398	0.02406
Maximum	9.734	0.04300	Maximum	9.144	0.02908
Minimum	9.932	0.02274	Minimum	9.677	0.01773

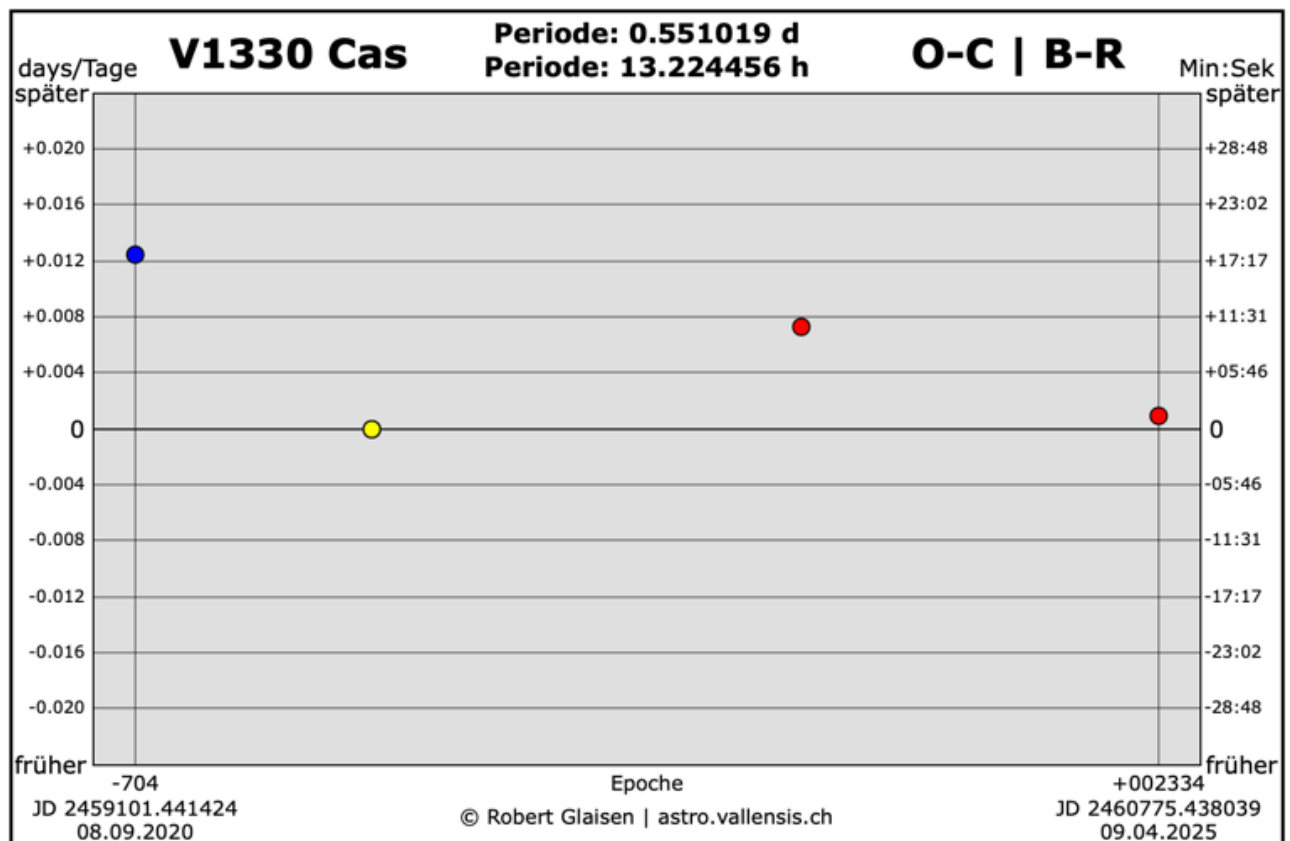
Equipment:

Balkon Sternwarte Brig	Software
ZWO ASI 120 Mono	Raspberry Python Skript: Aufnahmen
Konika Objektiv 50mm F1.8	AstroImageJ: Auswerten, Grafik
Belichtung 40 Sek bei Gain 1	Fityk: Bestimmen des Minimums
480 Aufnahmen	Aladin: Stern-Identifikation
	Pages: Bericht

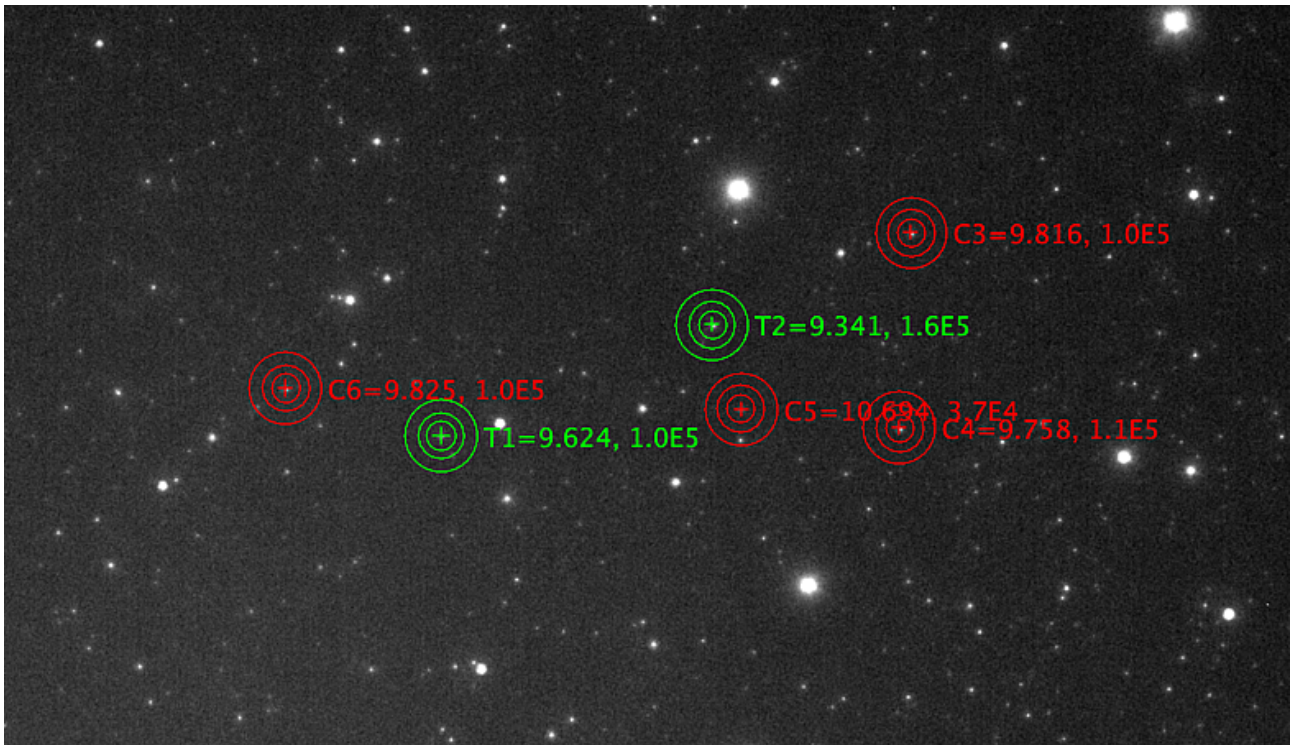
Bemerkungen:

Der gemessene Helligkeitsunterschied Min/Max beträgt nur 0.198 mag. Grund dafür könnte sein, dass die AAVSO Angaben sich auf die Helligkeit im R1 (rot) Filter beziehen. Dies hat aber keinen Einfluss auf die Minimum-Zeit.

Meine Messungen (rote Punkte) vom 04. September 2023 (+10'23'') und 09. April 2025 (+1'47'') stimmen recht gut mit den Vorausberechnungen von A. Paschke überein:



Referenzsterne:



Übersichtskarte:

