

# Bedeckungsveränderlicher Stern V0377 Cam Typ EB 16./17. Dezember 2024

**Astronomische Gesellschaft Oberwallis  
Robert Glaisen**

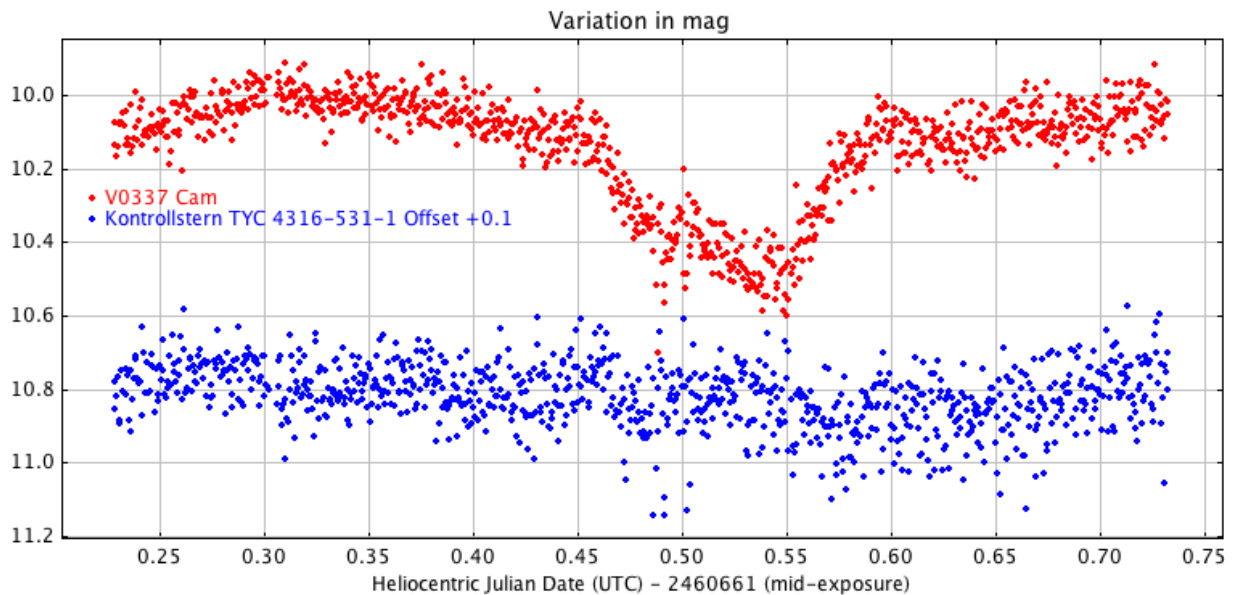


## Daten von AAVSO:

V0377 Cam	mag	Delta mag	Periode T	Periode h:m:s
Maximum	9.95		0.756775	18:09:45
Minimum	10.40	0.45		

## Resultat:

Variabler V0337 Cam Typ EB | 16./17. Dezember 2024 | 17:23 – 06:31 UTC



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

Stern	Stern Name	Gaia mag	Bemerkung
1	V0377 Cam	9.642640	TYC 4328-1175-1
2	TYC 4328-136-1	G 10.444551	
3	TYC 4328-347-1	G 9.584240	
4	TYC 4332-334-1	G 10.270956	
5	TYC 4328-531-1	G 10.187132	Kontrollstern
6	BD+69 241	G 10.648063	

Folgendes Minimum wurde mit Fityk ermittelt:

**2460661.52704 ± 0.000877 = 00:38:56 HJD(UTC) bei 10.474737 ± 0.007891 mag**

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

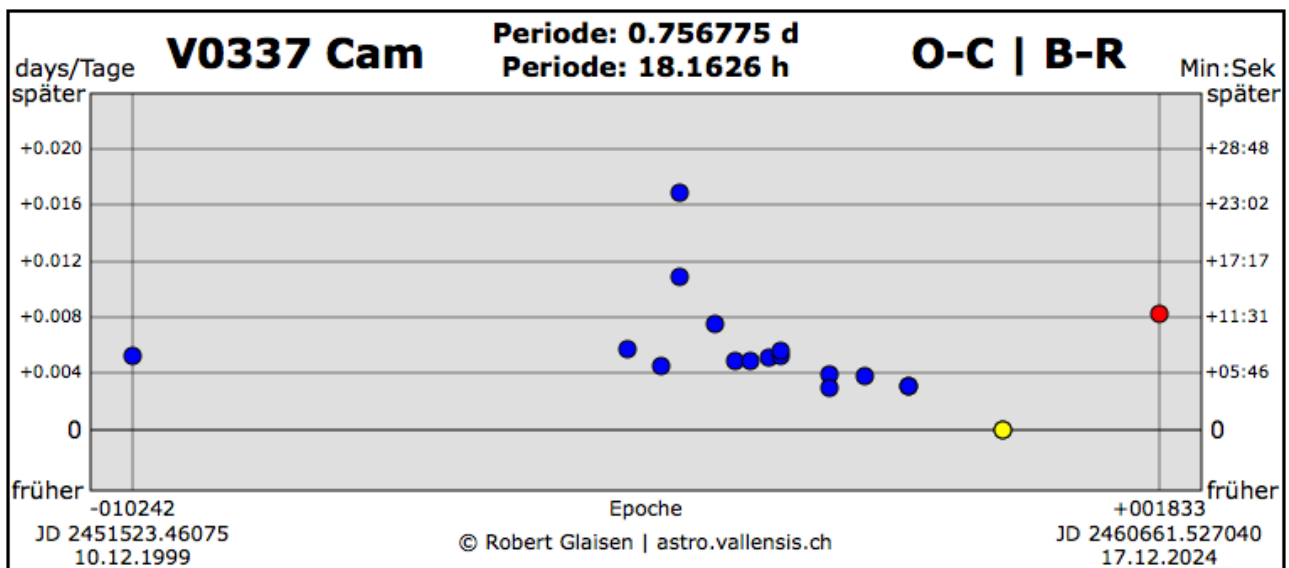
V0377 Cam	mag	Fehler	TYC 4328-531-1	mag	Fehler
Mittelwert	10.137	0.01755	Mittelwert	10.716	0.02557
Maximum	10.006	0.05047	Maximum	10.473	0.06665
Minimum	10.475	0.01339	Minimum	11.042	0.01891

### Equipment:

Balkon Sternwarte Brig	Software
Kamera ZWO ASI 120 Mono	Raspberry Python Skript: Aufnahmen
Konika Objektiv 50mm F1.8	AstroImageJ: Auswerten, Grafik
Belichtung 45 Sek bei Gain 1	Fityk: Bestimmen des Minimums/Maximums
924 Aufnahmen	Aladin: Stern-Identifikation
	Pages: Bericht

### Bemerkungen:

Der Sterne T3 (TYC 4328-347-1) wird für die Messung nicht verwendet, da die Helligkeit unstabil ist.



Das O-C Diagram mit der Epoche und Periode gemäss A. Paschke zeigt mein gemessenes Minimum 11 Min 44 Sek später als vorausberechnet.

Die Helligkeitswerte im Minimum und Maximum stimmen sehr gut mit den Angaben der AAVSO.org überein.

## Referenzsterne:



## Übersichtskarte:

