

poschkin, Bb.* Lichtkurve. Periode [HA 115.3]. — Cannon, Spektrum [HC 221]. — Moore, R.G. [Lick Bull 355]. — Joy, R.G. [ApJ 86.431]. — phys. Angaben [ApJ 89.356]. — Paddock, R.G. [Lick Bull 294; ASP 29.140]. — Araki, Atmosphäre [JJAG 6.1]. — Hellerich, spek. Bahn [AN 219.169]. — Lichtkurve und R.G.-Kurve [AN 265.49]. — Mayall und Baker, Sp. R.G. [HC 436]. — Okunev, Geschwindigkeits- und Lichtkurve [VS 3.15]. — Robinson und Hoffleit, Licht- und Radialgeschwindigkeitsänderung [HB 888]. — Ballassoglio, Geschwindigkeits- und Lichtkurve [Odessa Trudi 1.29]. — Perrine, EB. [MN 87.434]. — R.G. [AN 248.137]. — R. E. Wilson, EB. Parallaxe [AJ 821; ApJ 89.223]. — Gerasimovič, EB. [AJ 951]. — Parenago, abs. Helligkeit. Entfernung [VS 6.105]. — EB. [VS 6.108].
Spektrum [HA 56.193].

889. **S Trianguli Australis** ($15^h 52^m 12^s - 63^\circ 29.5'$) = CoD - $63^\circ 1146$ ($7^m 5$) = HD 142 941 (G5).

Vergleichsternhelligkeiten von Pingsdorf (AN 239.21), Shapley (HR 67.355) und Robinson (HA 90.41). — Bild der Lichtkurve von Shapley (HR 67.376) und Robinson (HA 90.57) und Mayall und Baker (HC 436).

Die Beobachtungen von Pingsdorf, Shapley und Robinson bestätigen die von Roberts abgeleiteten Elemente dieses δ Cephei-Sterns. Shapley gibt die verbesserten Elemente: Max. = $241\ 9816.303 + 6^d 323\ 557 \cdot E$, die nach P. Gaposchkins Beobachtungen 1946 noch Gültigkeit hatten. Die Grenzen des visuellen Lichtwechsels sind nach Pingsdorf $6^m 39$ und $6^m 78$; die des photographischen nach Shapley $6^m 44$ und $7^m 83$, nach P. Gaposchkin $7^m 01$ und $7^m 74$. Das Spektrum ist zwischen F5 und Ko veränderlich; Shapley und Payne weisen auf den e-Charakter hin.

LITERATUR: Pingsdorf, Bb. Elemente [AN 239.21]. — Periode und Dichte [AN 242.118]. — Shapley, Elemente. Bb. Lichtkurve. Entfernung [HB 876; HR 67]. — abs. Helligkeit. Parallaxe [ApJ 48.279]. — Sp. [HC 313]. — Shapley und Payne, e-Stern [HB 872]. — Robinson, Elemente. Lichtkurve [HA 90.48; 66; 76]. — P. Gaposchkin, Bb.* Lichtkurve [HA 115.3]. — Perrine, EB. [MN 87.434]. — Gerasimovič, EB. [AJ 951]. — R. E. Wilson, EB. [ApJ 89.223]. — EB. Parallaxe [AJ 821]. — Paddock, R.G. [Lick Bull 294; ASP 29.140]. — Moore, R.G. [Lick Bull 355]. — Okunev, Geschwindigkeits- und Lichtkurve [VS 3.15]. — Joy, R.G. [ApJ 86.431]. — phys. Angaben [ApJ 89.356]. — Mayall und Baker, Sp. R.G. [HC 436]. — Parenago, abs. Helligkeit. Entfernung [VS 6.105]. — Araki, Atmosphäre [JJAG 6.1].
Spektrum [HA 56.193].

T Trianguli Australis ($15^h 0^m 24^s - 68^\circ 20.2'$).

Dieser von Gould als veränderlich angezeigte Stern wurde, da die Beobachtungen Baileys die Veränderlichkeit nicht bestätigten, aus dem Verzeichnis der Veränderlichen wieder gestrichen.

LITERATUR: Cannon, Second Catalogue [HA 55.70]. — Hartwig, KE 1914 [VJS 48.284].

895. **U Trianguli Australis** ($15^h 58^m 25^s - 62^\circ 38.3'$) = CoD - $62^\circ 1019$ ($8^m 5$) = HD 143999 (F5).

Vergleichsternhelligkeiten von Shapley (HR 67.355) und Robinson (HA 90.41). — Bild der Lichtkurve von Shapley (HR 67.422), Robinson (HA 90.56) und Mayall und Baker (HC 436).

Die Behauptung Roberts, der Stern ändere über den Zeitraum von $1/5 P$ im Maximum seine Helligkeit nicht, ist durch die Beobachtungen Shapleys und Robinsons nicht bestätigt worden. Der Anstieg zum Maximum ist steil ($\epsilon = 0^p 25$), das Maximum gut ausgeprägt; gemäß seiner Lichtkurve gehört der Stern zur Gruppe IV der Einteilung nach Campbell-Jacchia. Shapleys Elemente: Max. = $241\ 9722.277 + 2^d 568\ 339 \cdot E$ stellen nach P. Gaposchkin die Beobachtungen bis 1945 dar. Grenzen des Lichtwechsels: $7^m 96$ und $8^m 80$ ph.; Spektrum F2 bis G5.

LITERATUR: Shapley, Elemente. Bb. Lichtkurve. Entfernung [HB 876; HR 67]. — Spektrum [HC 313]. — abs. Helligkeit. Parallaxe [ApJ 48.279]. — Robinson, Elemente. Lichtkurve [HA 90.48; 64; 73]. — P. Gaposchkin, Bb.* Lichtkurve [HA 115.3]. — Perrine, EB. [MN 87.434]. — R. E. Wilson, EB. Parallaxe [AJ 821; ApJ 89.223]. — Gerasimovič, EB. [AJ 951]. — Mayall und Baker, Sp. und Lichtkurve [HC 436].
Spektrum [HA 56.193].

994. **V Trianguli Australis** ($16^h 39^m 51^s - 67^\circ 36.1'$) = CoD - $67^\circ 2000$ ($8^m 8$) = HD 151 055 (Ne).

Die Vermutung, daß der Lichtwechsel unperiodisch sei, wurde durch Hoffmeisters Beobachtungen bestätigt. Grenzen des Lichtwechsels: $10^m 4$ und $10^m 7$ ph.