

V 388 Cygni ($20^{\text{h}} 25^{\text{m}} 10^{\text{s}} + 31^{\circ} 3'.5$).

Umgebungskarte von Fedorowitsch (VS 6.213). — Vergleichsternhelligkeiten von Wachmann (Erg AN 11, 5) und Fedorowitsch (VS 6.213). — Bild der Lichtkurve von S. Gaposchkin (HA 113, 2).

LITERATUR: [HA 111]. — S. Gaposchkin, Min. Bb.* Lichtkurve [HA 113, 2]. — Wachmann, Elemente. Min. Art. Lichtkurve. Sp. (A3) [Erg AN 11, 5]. — Fedorowitsch, Elemente. Art. Lichtkurve [VS 6.213]. — Kaho, Bb. Elemente [Tokyo Bull (2) 49]. — N. N., Elemente [AC 29.7].

V 389 Cygni ($21^{\text{h}} 4^{\text{m}} 24^{\text{s}} + 29^{\circ} 48'.1$).

LITERATUR: [HA 111]. — Moore, RG. spek. Bahn [Lick Bull 11.141]. — Hellerich, spek. und photometr. Elemente [AN 223.385]. — Plaut, Doppelstern [BAN 9.50].

V 393 Cygni ($19^{\text{h}} 55^{\text{m}} 30^{\text{s}} + 43^{\circ} 1'.5$).

LITERATUR: [HA 111]. — Sandig, unveränderlich [AN 276.179]. — Tschernowa, konstant [AVK 48]. — N. N., Bem. [AC 123.24].

V 395 Cygni ($20^{\text{h}} 5^{\text{m}} 22^{\text{s}} + 43^{\circ} 46'.1$).

Vergleichsternhelligkeiten von Beyer (Erg AN 12, 2.36).

Beyer schildert den Lichtwechsel als unperiodisch und manchmal ziemlich schnell zwischen den Grenzen $7^{\text{m}}85$ und $8^{\text{m}}45$ vis. verlaufend. Er rechnet den Stern zur RW Aur-Art. Nach Solovievs Beobachtungen gehört der Stern zur RV Tauri-Klasse mit einer Periode von 66^{d} . Sytschewa dagegen bezeichnet den Stern als unveränderlich.

Das Spektrum und die Leuchtkraftklasse sind nach Herbig F8 Ib, und damit dürfte die Zuordnung zur RW Aur-Klasse nicht richtig sein.

LITERATUR: [HA 111]. — Sandig, unveränderlich [AN 276.179]. — Beyer, unveränderlich [Erg AN 11, 4.6]. — Bb. Max. Min. Art. Bem. [Erg AN 12, 2.36]. — Soloviev, Elemente [AC 39.6]. — Perepelkina, abs. Helligkeit. Entfernung [VS 7.234]. — Herbig, Sp. (F8 Ib) [UAI Trans 8.806].

V 396 Cygni ($20^{\text{h}} 12^{\text{m}} 45^{\text{s}} + 41^{\circ} 48'.0$).

Umgebungskarte, Vergleichsternhelligkeiten und Bild der Lichtkurve von Kukarkin und Parenago (VS 5.333).

Die von van Schewick zuerst abgeleiteten Elemente haben Kukarkin und Parenago wie folgt verbessert: $t_{\text{max.}} = \text{J. T. } 242\ 9486.0 + 33^{\text{d}}243 \cdot n$. Grenzen des Lichtwechsels $12^{\text{m}}7$ und $14^{\text{m}}3$ ph.

LITERATUR: [HA 111]. — van Schewick, Elemente [KVBB 24]. — Kukarkin und Parenago, Elemente. Art. Lichtkurve [VS 5.333].

V 397 Cygni ($20^{\text{h}} 28^{\text{m}} 20^{\text{s}} + 35^{\circ} 7'.0$).

Vergleichsternhelligkeiten von Wachmann (Erg AN 11, 5).

LITERATUR: [HA 111]. — Wachmann, unperiodisch [Erg AN 11, 5].

V 398 Cygni ($20^{\text{h}} 42^{\text{m}} 52^{\text{s}} + 33^{\circ} 50'.0$).

Kukarkin und Parenago leiten für diesen Algolstern die Elemente ab: $t_{\text{min.}} = \text{J. T. } 242\ 5157.27 + 9^{\text{d}}2122 \cdot n$. Grenzen des Lichtwechsels $12^{\text{m}}5$ und 15^{m}ph .

LITERATUR: [HA 111]. — Kukarkin und Parenago, Elemente [AVK 48].

V 399 Cygni ($20^{\text{h}} 45^{\text{m}} 8^{\text{s}} + 33^{\circ} 19'.4$).

LITERATUR: [HA 111]. — Perepelkina, abs. Helligkeit. Entfernung [VS 7.234].