

EU Cygni ($19^{\text{h}} 47^{\text{m}} 26^{\text{s}} + 32^{\circ} 25'3$).

Ort bestimmt von Rosino (SAI 14.213). — Bild der Lichtkurve von Rosino (SAI 14.213).

Rosino leitet für diesen δ Cephei-Stern die Elemente ab: $t_{\text{max.}} = \text{J.T. } 242\,9088.49 + 14^{\text{d}}9988 \cdot n$.

Grenzen des Lichtwechsels $14^{\text{m}}6$ und $15^{\text{m}}9$ ph.

LITERATUR: Ahnert, Art [KVBB 24]. — Rosino, Bb. Art. Elemente [SAI 14.213].

EV Cygni ($19^{\text{h}} 49^{\text{m}} 14^{\text{s}} + 29^{\circ} 22'7$).

Vergleichsternhelligkeiten von Wachmann (Erg AN 11, 5.10).

Für diesen Mirastern leitet Wachmann die Elemente ab: $t_{\text{max.}} = \text{J.T. } 242\,5146 + 259^{\text{d}}5 \cdot n$, die mit den Ahnert'schen Elementen praktisch übereinstimmen. Grenzen des Lichtwechsels $12^{\text{m}}5$ und $15^{\text{m}}3$ ph.

LITERATUR: Ahnert, Elemente. Art. Max. Min. [KVBB 24]. — Wachmann, Elemente. Max. [Erg AN 11, 5.10].

EW Cygni ($19^{\text{h}} 49^{\text{m}} 57^{\text{s}} + 31^{\circ} 16'2$).

Ort bestimmt von Rosino (SAI 14.213). — Vergleichsternhelligkeiten von Wachmann (Erg AN 11, 5.12).

LITERATUR: Ahnert, Elemente. halbperiodisch. Max. Min. [KVBB 24]. — Himpel, Bem. [AN 272.229]. — Rosino, Bb. Art. Periode [SAI 14.213]. — Wachmann, Max. [Erg AN 11, 5.12].

EX Cygni ($19^{\text{h}} 50^{\text{m}} 28^{\text{s}} + 30^{\circ} 58'3$).

Ort bestimmt von Rosino (SAI 14.213). — Vergleichsternhelligkeiten von Rosino (SAI 14.213) und Wachmann (Erg AN 11, 5.13). — Bild der Lichtkurve von Rosino (SAI 14.213).

Nach Wachmann δ Cephei-Stern mit den Elementen: $t_{\text{max.}} = \text{J.T. } 242\,8339.387 + 4^{\text{d}}85065 \cdot n$.

LITERATUR: Ahnert, Art [KVBB 24]. — Rosino, Bb. Elemente. Art [SAI 14.213]. — Wachmann, Elemente. Max. Lichtkurve [Erg AN 11, 5.13].

EY Cygni ($19^{\text{h}} 50^{\text{m}} 44^{\text{s}} + 32^{\circ} 5'9$).

Ort bestimmt von Miczaika und U. Becker (Heid Veröff 15.79). — Vergleichsternhelligkeiten von Mitgliedern der OAA (Rep OAA 1.137), Miczaika und U. Becker (Heid Veröff 15.79) und Wachmann (Erg AN 11, 5.14).

Nach Ahnert und Rosino U Geminorum-Stern. Die Aufhellungen erfolgen anscheinend selten, die Zwischenzeit beträgt mehr als 200^{d} . Die Intensitätsverteilung im Kontinuum des Spektrums erinnert nach Elvey und Babcock an den Spektraltypus G; es sind keine Linien sichtbar. Dieses Spektrum wurde aufgenommen, als die Helligkeit des Sterns $14^{\text{m}}5$ vis. war.

LITERATUR: Koyama, Bb.* Max. [AN 259.245]. — Campbell, Art [PA 44.98; 45.279]. — Koyama u. a., Bb.* Max.* [Kyoto Bull 310]. — Hinderer, Bb.* [VJS 73.91]. — OAA, Bb. [Rep OAA 1.111; 137]. — Bertaud, Bb. [UAI Circ 1409]. — N. N., Bb. Bem. [BSAF 67.350]. — Böhme, Bb.* Bem. [AN 268.71]. — Shapley, Vergleichsternhelligkeiten* [UAI Trans 6.243]. — Ahnert, Art. Max. [KVBB 24]. — Rosino, Art [Bologna Pubbl 4, 2; SAI 14]. — AAVSO, Bb. [HA 107; 110]. — Wachmann, Art [Erg AN 11, 5.14]. — Mannino und Rosino, EB. [Asiago Contr 14]. — Miczaika und U. Becker, EB. [Heid Veröff 15.79]. — Elvey und Babcock, Sp. [ApJ 97.412].

EZ Cygni ($19^{\text{h}} 53^{\text{m}} 52^{\text{s}} + 29^{\circ} 59'8$).

Vergleichsternhelligkeiten von Kaho (Tokyo Bull 298) und Wachmann (Erg AN 11, 5.17).

Wachmann leitet für diesen ζ Geminorum-Stern die Elemente ab: $t_{\text{max.}} = \text{J.T. } 242\,8097.53 + 11^{\text{d}}6595 \cdot n$. Die von Susuki und Parenago angegebenen Perioden stimmen mit dieser nahe überein.

LITERATUR: Kaho, Bb. [Tokyo Bull 298]. — Art. Elemente [Tokyo Bull 322]. — Susuki u. a., Bb.* Art. Elemente [Tokyo Proc 14.373]. — Ahnert, Art. Elemente [BZ 22.87]. — Elemente. Art. Max. [KVBB 24]. — Parenago, Art. Elemente. Lichtkurve [VS 6.46]. — Wachmann, Elemente. Lichtkurve [Erg AN 11, 5.17]. — Badaljan, FI. [Bjurakan Mitt 8.14].