

RZ Coronae austrinae ($19^{\text{h}} 1^{\text{m}} 31^{\text{s}} - 42^{\circ} 30'.9$).

Für diesen Mirastern leitet Hoffmeister die vorläufigen Elemente ab: $t_{\text{max.}} = \text{J.T. } 242\,8744 + 460^{\text{d}} \cdot n$.

LITERATUR: Hoffmeister, Art. Elemente [KVBB 27]. — Bidelman, Sp. (M6e) [ApJ Suppl 1.191].

TY Coronae austrinae ($18^{\text{h}} 54^{\text{m}} 56^{\text{s}} - 37^{\circ} 0'.8$).

Auch nach S. Gaposchkins Untersuchungen ist TY CrA kein Bedeckungsveränderlicher, sondern ein Nebelveränderlicher.

LITERATUR: NZAS, Bb. [NZ Circ 17; 18]. — S. Gaposchkin, Bb.* Art. Sp. [HA 105.515]. — P. Gaposchkin, Bb.* Sp. [HA 115, 12]. — Cholopov, Art [RAJ 27.235]. — Kopal und Treuenfels, EB. Sp. RG. Helligkeit der einzelnen Komponenten [HC 457].

TZ Coronae austrinae ($18^{\text{h}} 11^{\text{m}} 35^{\text{s}} - 43^{\circ} 23'.5$).

Bild der Lichtkurve von S. Gaposchkin (HA 113, 2).

Für diesen Algestern leitete Hoffmeister zuerst die Elemente ab: $t_{\text{min.}} = \text{J.T. } 242\,7987.403 + 2^{\text{d}}060203 \cdot n$. Jedoch weisen Campbell und P. Gaposchkin darauf hin, daß die von Hoffmeister abgeleitete Periode das Dreifache der wahren ist, und letztere gibt die verbesserten Elemente: $t_{\text{min.}} = \text{J.T. } 242\,4669.695 + 0^{\text{d}}686747 \cdot n$; β Lyrae-Art. Grenzen des Lichtwechsels $11^{\text{m}}02$ und $11^{\text{m}}58$ ph.

LITERATUR: Hoffmeister, Art. Elemente. Min. [KVBB 27]. — Campbell, Periode [HR 259.35]. — P. Gaposchkin, Bb.* Art. Elemente [HB 917.8]. — Bb.* Periode. Sp. [HA 115, 12]. — S. Gaposchkin, Min. Bb.* Lichtkurve [HA 113, 2].

UU Coronae austrinae ($18^{\text{h}} 33^{\text{m}} 37^{\text{s}} - 42^{\circ} 19'.8$).

Bild der Lichtkurve von S. Gaposchkin (HA 113, 2).

Nachdem P. Gaposchkin die Hoffmeisterschen Elemente als fehlerhaft gefunden hat, gibt sie für diesen β Lyrae-Stern die neuen Elemente: $t_{\text{min.}} = \text{J.T. } 241\,6208.865 + 2^{\text{d}}379960 \cdot n$. Grenzen des Lichtwechsels $10^{\text{m}}87$ und $11^{\text{m}}59$ ph. Spektrum A₀.

LITERATUR: Hoffmeister, Art. Elemente. Min. [KVBB 27]. — S. Gaposchkin, Min. Bb.* Lichtkurve [HA 113, 2]. — P. Gaposchkin, Bb.* Elemente. Art [HB 917.8]. — Bb.* Periode. Sp. [HA 115, 12]. — N.N., Art [AC 30.4]. — Mayall, Sp. [HB 917.8].

UX Coronae austrinae ($18^{\text{h}} 50^{\text{m}} 42^{\text{s}} - 37^{\circ} 55'.8$).

LITERATUR: P. Gaposchkin, Periode. Sp. [HA 113, 4]. — Bb.* Max. Periode. Sp. [HA 115, 12]. — Cannon, Sp. (Me) [HB 897]. — Bidelman, Sp. (Me) [ApJ Suppl 1.191].

UY Coronae austrinae ($18^{\text{h}} 53^{\text{m}} 22^{\text{s}} - 37^{\circ} 3'.0$).

Bild der Lichtkurve von van Houten (Leiden Ann 20.321).

Van Houten gibt die verbesserten Elemente: $t_{\text{max.}} = \text{J.T. } 242\,6571.55 + 6^{\text{d}}9963 \cdot n$.

LITERATUR: van Houten, Max. Lichtkurve. veränd. Periode. Elemente [Leiden Ann 20.277; 321].

VV Coronae austrinae ($18^{\text{h}} 56^{\text{m}} 22^{\text{s}} - 37^{\circ} 21'.2$).

LITERATUR: Cholopov, Art [RAJ 27.235]. — Herbig, Sp. [UAI Trans 8.806].

VY Coronae austrinae ($17^{\text{h}} 55^{\text{m}} 29^{\text{s}} - 40^{\circ} 32'.7$).

Für diesen Mirastern gibt Swope die Elemente: $t_{\text{max.}} = \text{J.T. } 242\,6490 + 192^{\text{d}} \cdot n$. Grenzen des Lichtwechsels $13^{\text{m}}2$ und $16^{\text{m}}5$ ph.

LITERATUR: Swope, Elemente [HA 109.43].