

ES Orionis ($4^h 48^m 16^s + 5^\circ 26' 2''$).

Umgebungskarte, Vergleichsternhelligkeiten und Bild der Lichtkurve von Zessewitsch (Odessa Isw 4, 2.249).

LITERATUR: [HA 111]. — Zessewitsch, Min. [AC 100.18] — Min. Elemente. Bb. Lichtkurve [Odessa Isw 4, 2.249].

ET Orionis ($4^h 50^m 23^s + 1^\circ 13' 4''$).

Umgebungskarte, Vergleichsternhelligkeiten und Bild der Lichtkurve von Soloviev (VS 8.50) und Zessewitsch (Odessa Isw 4, 2.251).

LITERATUR: [HA 111]. — Withney, Min. [AJ 53.14]. — Szafraniec, Min. [SAC 23.86; AAc 4.83; 113; 5.10; 51]. — Soloviev, Bb. Min. Lichtkurve [VS 8.50]. — Zessewitsch, Elemente. Bb. Min. Lichtkurve [Odessa Isw 4, 2.251].

EV Orionis ($5^h 10^m 3^s + 9^\circ 17' 0''$).

Vergleichsternhelligkeiten von Beyer (Erg AN 12, 5.53).

LITERATUR: [HA 111]. — Beyer, Bb. Max. Min. RW Aur-Art. Bem. [Erg AN 12, 5.53].

EW Orionis ($5^h 14^m 57^s + 1^\circ 56' 5''$).

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

LITERATUR: [HA 111]. — Dugan und Pierce, Bb. [Princ Contr 25.93]. — Russell, Bb.* [AAS 9.196]. — S. Gaposchkin, Min. Bb.* Lichtkurve [HA 113, 2].

EY Orionis ($5^h 26^m 24^s - 5^\circ 46' 8''$).

Ort bestimmt von Parenago (Sternbg Publ 25). — Umgebungskarte von Parenago (VS 9.89; Sternbg Publ 25). — Vergleichsternhelligkeiten von Parenago (Sternbg Publ 25) und Zessewitsch (Odessa Isw 4, 2.253). — Bild der Lichtkurve von S. Gaposchkin (HA 113, 2).

LITERATUR: [HA 111]. — Soloviev, Bb. Elemente. Art [AC 39.4]. — Zessewitsch, Elemente. Bb. Lichtkurve [Odessa Isw 4, 2.253]. — S. Gaposchkin, Min. Bb.* Lichtkurve [HA 113, 2]. — Parenago, Art [VS 9.89]. — Bb. Bem. EB. Sp. (dA7) [Sternbg Publ 25]. — Systemkonstanten [RAJ 27.43]. — Struve, spek. Bb. spek. Bahn. RG. RG.-Kurve [ApJ 102.74]. — Savedoff, $e \cos \omega$ [AJ 56.3].

EZ Orionis ($5^h 29^m 25^s - 5^\circ 9' 4''$).

Ort bestimmt von Parenago (Sternbg Publ 25). — Umgebungskarte von Parenago (VS 9.89; Sternbg Publ 25). — Vergleichsternhelligkeiten von Parenago (Sternbg Publ 25).

Der Lichtwechsel verläuft nicht R CrB-artig; der Stern gehört sicher zum Komplex der RW Aur-Sterne, da das Spektrum GV ist.

LITERATUR: [HA 111]. — Parenago, Art [VS 9.89]. — Bb. Art. Bem. FI. EB. Sp. (GeV) [Sternbg Publ 25]. — Rosino, Art [Bologna Pubbl 5, 1.25]. — Herbig, Sp. (GV) [ApJ 111.15]. — Bidelman, Sp. (GeV) [ApJ Suppl 1.211].

FF Orionis ($5^h 29^m 55^s + 2^\circ 53' 0''$).

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

LITERATUR: [HA 111]. — Walter, Elemente: $t_{\min.} = J.T. 242\,6426.3114 + r^{d8105328} \cdot n$ [bfl. Mitt.]. — Whitney, Min. Elemente [AJ 53.14]. — S. Gaposchkin, Min. Bb.* Lichtkurve [HA 113, 2].

FG Orionis ($4^h 48^m 58^s + 7^\circ 40' 3''$).

Vergleichsternhelligkeiten von Olivier u. a. (Flower Publ 7, 2).

LITERATUR: [HA 111]. — Olivier u. a., Bb. [Flower Publ 7, 2]. — S. Gaposchkin, Bb.* Max. [HA 118, 4]. — P. Gaposchkin, Periode [HA 113, 4]. — Esch, Bb.* [VJS 70.267].