

Als langperiodisch veränderlich von *Morgenroth* entdeckt. Grenzen des Lichtwechsels $12^m.2$ und $13^m.3$ ph. *Olivier* leitet die Elemente: $t_{\max.} = \text{J.T. } 243\,0376 + 370^d \cdot n$ ab. Spektrum Se.

LITERATUR: *Morgenroth*, Entdeckungsanzeige. Art. Bb. [AN 268.273 (1939)]. — *Kurotschkin*, Bb. [VS 6.303 (1948)]. — *Olivier* u. a., Bb. [Flower Publ 7, 2 (1952)]. — Bb. [Flower Publ 7, 4 (1957)]. — Elemente [AN 285.148 (1959)]. — *Thackeray*, Bb.* [MN 115.170 (1955)]. — *Baldwin* und *Hamlin*, Sp. [Dearb Ann 4, 15 (1940)]. — *Bidelman*, Bem. Sp. [AJ 54.228 (1949)]. — Sp. [ApJ 112.219 (1950)]. — *Keenan*, Sp. [ApJ 120.484 (1954)]. — *Feast*, Sp. [Radclyffe Repr 4 (1955)]. — *Teske*, Sp. [ASP 68.527 (1956)].

GQ Orionis ($6^h\ 6^m\ 5^s + 9^\circ\ 39'.2$) = BD + $9^\circ\ 11'24$ ($8^m.7$) = HD 42 532 (K2).

Umgebungskarte und Bild der Lichtkurve von *Kukarkin* und *Parénago* (VS 6.93, 1947).

Bei dem von *Cholopov* entdeckten Veränderlichen handelt es sich nach *Kukarkin* und *Parénago* um einen δ Cephei-Stern mit den Elementen: $t_{\max.} = \text{J.T. } 242\,7866.7 + 8^d.615\,66 \cdot n$. Grenzen des Lichtwechsels $9^m.15$ und $10^m.08$ ph.

LITERATUR: *Cholopov*, Entdeckungsanzeige [VS 6.93 (1947)]. — *Parénago* und *Kukarkin*, Art. Elemente. Lichtkurve [VS 6.93 (1947)].

GR Orionis ($5^h\ 16^m\ 25^s + 1^\circ\ 4'.2$) = Nova Orionis (1916).

Umgebungskarte von *Herbig* (ASP 70.605, Tafel II, 1958) und von *Brun* und *Petit* (VS 12.18, 1959).

Siehe GuL II, 3.33 (1952); 4.443 (1957).

Nach *Herbig's* Untersuchungen ist die Exnova weder auf einer rotsensibilisierten Platte noch auf der Palomar-Karte sichtbar. Die Nova muß also 1958 schwächer als 20^m.0 gewesen sein.

LITERATUR: *Hoffmeister*, Bb.* [Sonn Mitt 20 (1931)]. — *Mc Laughlin*, Raumkoordinaten [AJ 51.139 (1945)]. — *Herbig*, Identifizierungsversuch [ASP 70.605 (1958)].

GS Orionis ($5^h\ 24^m\ 2^s + 3^\circ\ 24'.6$) = BD + $3^\circ\ 9'24$ ($9^m.5$).

Umgebungskarte und Bild der Lichtkurve von *Whitney* (ASP 60.114, 1948).

Als unperiodisch veränderlich von *Whitney* entdeckt. Grenzen des Lichtwechsels $12^m.7$ und $13^m.7$ ph. Spektrum N.

LITERATUR: *Whitney*, Entdeckungsanzeige. Art [ASP 60.114 (1948)].

GT Orionis ($5^h\ 38^m\ 22^s + 0^\circ\ 2'.2$) = HD 290 828 (F0).

Umgebungskarte von *Hoffmeister* (AN 253.197, 1934), von *Kurotschkin* (VS 6.303, 1948) und von *Zessewitsch* (VS 8.424, 1952). — Vergleichsternhelligkeiten von *Kurotschkin* (VS 6.303, 1948), von *Zessewitsch* (VS 8.424, 1952) und von *Olivier* u.a. (Flower Publ 5, 3.24, 1940).

Bei dem von *Hoffmeister* entdeckten Veränderlichen liegt nicht wie vermutet Mira-Lichtwechsel, sondern nach *Kurotschkin* halbperiodischer Lichtwechsel in den Grenzen $11^m.1$ und $12^m.9$ ph. vor. Spektrum F0.

LITERATUR: *Hoffmeister*, Entdeckungsanzeige. Art. Bem. [AN 253.197 (1934)]. — *Kurotschkin*, Bb. Art [VS 6.303 (1948)]. — *Zessewitsch*, Bb. [VS 8.424 (1952)]. — *Olivier* u. a., Bb. [Flower Publ 5, 3.24 (1940)]. — Bb. [Flower Publ 7, 4.26 (1957)]. — *Olivier*, Bb.* [AN 284.185 (1958)].

GU Orionis ($6^h\ 4^m\ 27^s + 12^\circ\ 50'.7$).

Ort bestimmt von *Hoffmeister* (Sonn Mitt 16, 1929). — Umgebungskarte von *Hoffmeister* (Sonn Mitt 16, 1929) und von *Kurotschkin* (VS 6.303, 1948). — Vergleichsternhelligkeiten von *Hoffmeister* (AN 238.17, 1930) und von *Kurotschkin* (VS 6.303, 1948).