

Die Veränderlichkeit zwischen den Grenzen $14^m 1$ und $14^m 8$ ph. wurde von Miß Leavitt entdeckt. Nach Shapley vollzieht sich der Lichtwechsel zwischen $14^m 8$ und $16^m 1$ ph. Über die Art des Lichtwechsels ist nichts bekannt.

LITERATUR: Leavitt, Entdeckungsanzeige [HC 78; AN 165.215]. — Hoffmeister, Bb. [Sonn Mitt 3]. — Shapley, Bb.* [HB 803]. — Haro, H_x hell [AJ 1183]. — Fr. Becker, Umgebungskarte* [AN 225.108]. — Stein und Junkes, Umgebungskarte* [Spec Vat Ric 1.105]. — Rosino, Bem. [Bologna Pubbl 5, 1.27].

CG Orionis ($5^h 31^m 0^s - 6^\circ 25' 5$).

Umgebungskarte von Hoffmeister (Sonn Mitt 3).

Die Veränderlichkeit des Lichtwechsels zwischen $14^m 1$ und $14^m 7$ ph. wurde von Miß Leavitt entdeckt. Shapley gibt als Helligkeitsgrenzen die Werte $15^m 4$ und $16^m 8$ ph. Über die Art des Lichtwechsels ist nichts bekannt.

LITERATUR: Leavitt, Entdeckungsanzeige [HC 78; AN 165.215]. — Hoffmeister, Bb. [Sonn Mitt 3]. — Shapley, Bb.* [HB 803].

CH Orionis ($5^h 31^m 9^s - 4^\circ 45' 5$).

Umgebungskarte von Hoffmeister (Sonn Mitt 3).

Die Veränderlichkeit zwischen den Grenzen $14^m 0$ und $14^m 8$ ph. wurde von Miß Leavitt entdeckt. Nach Shapleys Beobachtungen vollzieht sich der Lichtwechsel zwischen $14^m 6$ und $16^m 5$ ph. Über die Art des Lichtwechsels ist nichts bekannt.

LITERATUR: Leavitt, Entdeckungsanzeige [HC 78; AN 165.215]. — Hoffmeister, Bb. [Sonn Mitt 3]. — Shapley, Bb.* [HB 803]. — Haro, H_x hell [AJ 1183]. — Rosino, Bem. [Bologna Pubbl 5, 1.28].

CI Orionis ($5^h 24^m 39^s - 1^\circ 10' 3$) = 3I Orionis = BD $- 1^\circ 9' 13$ ($5^m 5$) = HR 1834 = BS 1834 = AG Nic 1348 = Boss 1327 = GC 6792 = HD 36 167 (K5).

Umgebungskarte von Rosino (SAI 14, 3). — Vergleichsternhelligkeiten von Zverev (Sternbg Publ 8, 1.105), Parenago (Sternbg Publ 12, 1.57) und Rosino (SAI 14, 3).

Dieser rote Stern wurde von Gould und anderen der Veränderlichkeit verdächtigt, aber erst durch Shapleys Beobachtungen wurde diese erwiesen. Der Stern gehört zur μ Cephei-Klasse. Grenzen des Lichtwechsels: $5^m 1$ und $6^m 2$ ph. Spektrum und Leuchtkraft nach Keenan K5: III.

LITERATUR: Gould [UA 328]. — Gore [Proc RI Acad III, 1, Nr. 34a]. — Bem. [Proc RI Acad III, 1.125]. — Pickering, Bb. [HA 14.141; 44.27]. — Sawyer, Bb. [AJ 184]. — Yendell, Bb. [AJ 292]. — Hornig, Elemente. Bb.* [VAP 24.132; AN 200.29; 202.63]. — Malsch, Bb. [BZ 5.27]. — Shapley, Bb.* Bestätigung [HB 831]. — Tschernow, Bb.* [VS 1, 12.5; 2.62; 3.12]. — Bb. [Tadjik Ann 1, 2.49]. — Kukarkin, Bb.* [VS 1, 12.6; 3.10]. — Parenago, Bb.* [VS 1, 3.11]. — Bb. [Sternbg Publ 12, 1.115]. — Kopal, Max. [BZ 13.39]. — Zverev, Bb. [Sternbg Publ 8, 1.165]. — Bb.* [VS 1, 12.5]. — Hoffmeister, Bb.* [Sonn Mitt 20]. — Kanda, Bb.* [Astr Herald 26; 27]. — ASJap, Bb. [Astr Herald 30—32]. — Kanamori, Bb.* [Kyoto Bull 247]. — Miczaika, Bb. [BZ 15.33]. — AAVSO, Bb. [HA 104; 107]. — Keenan, Sp. Leuchtkraft [ApJ 95.461]. — Plaut, Doppelstern [BAN 257]. — Ahsbrook, Bb.* konstant [AJ 1167]. — Joy, RG. abs. Helligkeit [ApJ 96.345]. — R. E. Wilson, EB. [ApJ 96.372].

CK Orionis ($5^h 25^m 3^s + 4^\circ 7' 6$) = BD + $4^\circ 9' 49$ ($7^m 4$) = AG Alb 1768 ($6^m 3$) = HR 1837 ($6^m 35$) = BS 1837 = PD 3344 ($6^m 52$) = HD 36 217 (K0).

Ort bestimmt von Palmér (Lund Medd II, 103.160). — Vergleichsternhelligkeiten von Zverev (Sternbg Publ 8, 1.105).

Die Veränderlichkeit wurde von Frau Fleming bemerkt und von Shapley bestätigt. Der Stern gehört zur μ Cephei-Klasse. Spektrum und Leuchtkraft nach Keenan K2 III.

LITERATUR: Fleming, Entdeckungsanzeige [HC 92]. — Shapley, Bb.* Bestätigung [HB 831]. — Lause, Bem. [BZ 11.46]. — Tschernow, Bb.* [VS 1, 12.5; 2.62; 3.12]. — Bb. [Tadjik Ann 1, 2.49]. — Kukarkin, Bb.* [VS 1, 12.6]. —