

Nach Campbell ist die Form der Lichtkurve Ad, nach Ludendorff γ_1 . Spektrum M7e. Grenzen des Lichtwechsels: 7^m5 und 13^m5 vis.

LITERATUR: Turner und Blagg, Periode [MN 76.158]. — Hartwig, Elemente [VJS 51.274]. — Bb. Max. [Bamb Veröff 1.501; 590]. — Hagen, Bb. [Spec Vat 11.151]. — Nijland, Max. [AN 205.254]. — Šafařík, Bb. Max. Min. [Šaf-Pr 2]. — Baxendell, Bb. Elemente [MN 76.158]. — AAVSO, Bb. [PA 24-43; HA 79.21; 104; 107; 110; 116]. — Campbell, Bem. [HB 769]. — Max. Min. [HA 79.104; HC 235; 244; 259; 279; 296; 318; 329; 345; 353; 367; 378; 383; 394; 408; 418; 426; 432; 435]. — Form der Lichtkurve. Bem. [PA 50.337]. — Campbell und Sterne, Periode [HA 105.466]. — Plakidis, Bb. [JO 7.83]. — Luyten, Max. Min. [Hem Dampkr 15.145]. — Bb. Max. Min. [Leiden Ann 13.2]. — Ludendorff, Bem. [AN 220.153]. — Kanda, Bb. [Astr Herald 21-23]. — AS Jap, Max. Bb. [Astr Herald 30-32]. — Max. [Astr Herald 31]. — Kukarkin, Bb.* [VS 1, 12]. — Buser, Bem. [BZ 12.26]. — Bb. [AN 252.195]. — Winnecke, Bb. [Bamb Veröff 3.86]. — Morgenroth, Bb.* [Sonn Mitt 20]. — Loreta, Max. [BZ 18.17; 19.28]. — Jäger, Max. J. T. 243 0623 [bfl. Mitt.]. — Stein, Bb. [Spec Vat Ric 1.323]. — OAA, Bb. Max. [Rep OAA 1.9; 14; 52]. — Ahnert, Max. [AN 277.187]. — Huth, Max. [MVS 132]. — Plaut, Doppelstern [BAN 324]. — Merrill, R.G. Sp. [ApJ 94.200]. — R. E. Wilson und Merrill, abs. Helligkeit. Raumbewegung [ApJ 95.248]. — Franks, Farbe [MN 85.88]. — Gyllenberg, EB. [Lund Medd II, 53]. Spektrum [HA 56.199; 79.166].

305. T Orionis ($5^h 30^m 56^s - 5^\circ 32'5$).

Umgebungskarte von Hagen (Spec Vat 12) und Hoffmeister (Sonn Mitt 3). — Vergleichsternhelligkeiten von Hartwig (Bamb Veröff 1.300), Mitchell (Virg Publ 6.236), Hagen (Spec Vat 11.249; 12.36). — Bild der Lichtkurve von Campbell (HC 319; 330; 344; 354; 361; 376; 382; 395; 407; 415; 427), Jacchia (AN 240.125; Bologna Pubbl 2.9; 244; NAT 12.97) und Lause (VS 2.61).

Aus den älteren Beobachtungen Schmidts und aus amerikanischen Beobachtungen schließt Ludendorff auf enge Verwandtschaft zu den R CrB-Sternen, da die nicht ganz konstante Maximalhelligkeit gelegentlich durch meist kurzzeitige Minima (mehrere Tage) unterbrochen wird. Jacchia glaubt den R CrB-Charakter bestätigen zu können. Campbell jedoch bestreitet — und zwar wohl mit Recht — die Zugehörigkeit zur R CrB-Klasse, denn einmal ist das „Normallicht“ viel zu unruhig (vgl. die Lichtkurve in HC 344) und zum anderen beträgt die größte bis jetzt beobachtete Amplitude nur 2^m2 vis., für gewöhnlich aber überschreitet sie eine Größenklasse nur wenig.

Wahrscheinlich gehört das Objekt zu einer erst vor wenigen Jahren erkannten Klasse von Sternen, deren typisches Merkmal schnelle Helligkeitsänderungen von nicht unbeträchtlicher Amplitude sind. Nach Jacchia gleichen sich in ihrem photometrischen Verhalten die Sterne YZ Cephei und XY Persei. Von den typischen RW Aurigae-Sternen unterscheidet sich T Orionis durch die häufige Rückkehr zum fast konstanten Normallicht. Beachtenswert ist die Lage im Orionnebel. Nach Merrill und Burwell ist das Spektrum Aoe, nach Haro das Absorptionsspektrum A₃ pec.

LITERATUR: Ludendorff, Art [AN 209.275]. — Lacchini, Bb. [BZ 2.59; 5.14; 19; 10.88; 90; 94; 97; 11.12; 22; 37; 43; 64; 77; 87; 98; 12.6; 13; 23; 40; 50; 58; 83; 95; 100; 13.4; 12; 58]. — Hagen, Bb. [Spec Vat 11.151]. — Hoffmeister, Bb. [Sonn Mitt 3]. — Bem. [AN 278.36]. — Bernheimer, Bb.* [VJS 59.143]. — Selivanov, Bb. [Mirov Bull 10; 11]. — Plakidis, Bb. [JO 7.83]. — Jacchia, Bb. [BZ 10.95; 11.16; 24; 28; 37; 78; 12.3; AN 240.121]. — Art [Bologna Pubbl 2.5; 244]. — AAVSO, Bb. [PA.24-43; HA 79.21; 104; 107; 110; 116]. — Campbell, Bb. Art [HC 259; 279; 296; 318; 319; 330; 344; 354; 361; 376; 382; 395; 407; 415; 427]. — Min. [PA 45.38; HR 291.14]. — AFOEV, Bb. [Lyon Bull 8-13; BAF 1-7]. — Graff, Vergleichsternhelligkeiten* [VJS 63.166]. — Lause, Bb. [VS 2.61]. — Kanda, Bb. [Astr Herald 23-30]. — ASJap, Bb. [Astr Herald 31; 32]. — OAA, Bb. [Rep OAA 1.98; 107]. — Nakamura, Bb.* [Kyoto Bull 263]. — SACH, Bb. [Canton Rev 1; 4; 5]. — Stein, Bb. [Spec Vat Ric 1.323]. — Shapley, Art [HB 912]. — Himpel, Min. [BZ 26.36]. — Beyer, Bb.* [bfl. Mitt.]. — Rosino, Bem. [Bologna Pubbl 5, 1.19]. — Hartwig, Bb. [Bamb Veröff 1.502]. — Merrill und Burwell, Sp. [ApJ 110.381]. — Haro, H_α hell [AJ 1183].

353. U Orionis ($5^h 49^m 53^s + 20^\circ 9'5$) = BD + $20^\circ 1171^a$ (var) = HD 39 816 (Md).

Ort bestimmt von Bae (Lyon Bull 9.218). — Umgebungskarte von Hagen (Spec Vat 12), siehe auch Weltall 39.250. — Vergleichsternhelligkeiten von Šafařík (Šaf-Pr 2.7), Grouiller (Lyon Bull 11.279), Vaaben (NAT 11.63), Esch (Valk Veröff 2.93), Hartwig (Bamb Veröff 1.300), Mitchell (Virg Publ 6.238), Hagen (Spec Vat 11.249) und Knopf (Jena Veröff 4.43); siehe auch