

Dieser rote Stern wurde von Birmingham als veränderlich entdeckt und von Gore bestätigt. Die weiteren Beobachtungen von Wendell, Tschernov, Campbell (AAVSO), Zverev und den Mitgliedern der AAVSO, der AFOEV u. a. ergeben einen langsamen, in den Grenzen $6^m.3$ und $6^m.9$ vis. sich abspielenden Lichtwechsel, der offensichtlich unperiodisch verläuft. Der Stern gehört sicherlich zur μ Cephei-Klasse. Spektrum nach Sanford N.

LITERATUR: Birmingham, Entdeckungsanzeige [MN 34.253]. — Gore [Proc RI Acad II, 4.335]. — Copeland [Du 49; 79]. — Graff, Farbe [AN 197.111]. — Wendell, Bb. [HA 55.38; 69.117]. — Hopmann, Bb. [AN 226.225]. — Wassiljew, Bb.* [VS 1, 12.3]. — Ssewerny, Bb.* [VS 1, 12.4; VS 3.12]. — Tschernov, Bb.* [VS 1, 12.5; 2.50; 3.12]. — Bb. [Tadjik Ann 1, 2.48]. — Kukarkin, Bb.* [VS 1, 12.6]. — Parenago, Bb.* [VS 3.11]. — Bb. [Sternbg Publ 12, 1.56; 115]. — Winnecke, Bb. [Bamb Veröff 3.215]. — Krug, Bb. [BZ 18.16]. — Campbell, Bem. [HC 408]. — Zverev, Bb.* [VS 1, 12.5]. — Bb. Bem. [Sternbg Publ 8, 1.104; 164]. — Sures, Bb.* [AN 262.28]. — Menze, Bb.* [AN 261.306]. — Hetzler, Infrarote Bb. [ApJ 86.522]. — AFOEV, Bb. [Lyon Bull 10-13; BAF 1-7]. — AAVSO, Bb. [PA 43]. — ASJap, Bb. [Astr Herald 32]. — OAA, Bb. [Rep OAA 1.87; 96]. — Bb.* [Kyoto Bull 247]. — Sanford, R.G. [ApJ 82.208]. — Sp. R.G. [ApJ 99.145]. — R. E. Wilson, EB. [AJ 1105].
Spektrum [HA 56.214].

BM Orionis ($5^h 30^m 21^s - 5^\circ 27'.1$) = (BD - $5^\circ 13'15$ ($9^m.1$)) = HD 37 021 (Oe5).

Umgebungskarte von Hartwig (AN 212.231) und Hagen (Spec Vat 12). — Vergleichsternhelligkeiten von Hartwig (Bamb Veröff 1.301) und Hagen (Spec Vat 12.106). — Bild der Lichtkurve von Parenago (VS 6.217).

Die Veränderlichkeit des schwächsten der vier Trapezsterne im großen Orionnebel wurde zuerst von Goos 1917 bemerkt. Wenig später erkannte Hartwig den Bedeckungscharakter des Lichtwechsels und leitete die Elemente ab: Min. = $242 2199.576 + 6^d.4754 \cdot E$. Aus Hartwigs zahlreichen Beobachtungen bestimmte dann Zinner die verbesserten Elemente: Min. = $242 2717.342 + 6^d.47075 \cdot E$. Amplitude = $0^m.61$ vis.; Dauer der Bedeckung $0^d.98$. Durch eine Bemerkung der S. und C. P. Gaposchkin, wonach BM Orionis ein unperiodischer Veränderlicher gleich den vielen anderen im großen Orionnebel sei, wurde Schnellier veranlaßt, den Lichtwechsel von neuem zu untersuchen. Seine visuellen Beobachtungen bestätigten Ziners Elemente und ergaben die neue Periode $6^d.4705$, jedoch erhielt er eine beträchtlich größere Amplitude ($1^m.9$). Inzwischen hatte O. Struve am McDonald-Observatorium zahlreiche Spektrogramme erhalten, die eine spektroskopische Bahn mit der Periode $6^d.50$ ergaben. Damit war der letzte Zweifel am Bedeckungscharakter des Sterns beseitigt. Unter plausiblen Annahmen hat Schnellier die Dimensionen unter Benutzung der Struveschen spektrographischen Daten wie folgt abgeschätzt: helle Komponente $R = 3.8 \odot = 2.6 \cdot 10^{11}$ cm; $M = 3.9 \odot$; Abstand vom Schwerpunkt $7.2 \cdot 10^{11}$ cm; Dichte $\approx 0.1 \odot$. Für einen B-Stern hat BM Ori eine auffallend gelbe Farbe.

LITERATUR: Goos, Entdeckungsanzeige [AN 207.15]. — Hartwig, Min. Bem. Elemente [AN 207.15; 209.211; 212.229; 383; BZ 1.9; 2.24; 72; 4.4; 6; 50; 5.9; VJS 55.169; 57.61]. — Elemente. Lichtkurve [Bamb Veröff 1.592]. — Heise, Elemente [BZ 6.8; 13; 67]. — Graff, Min. [BZ 3.12; 4.11; AN 222.95]. — Vergleichsternhelligkeiten* [VJS 63.164]. — Esch, Min. [BZ 3.12]. — Bb.* [VJS 70.267]. — Parkhurst, Bb.* [ApJ 53.317; PA 27.578]. — Haas, Bb. Periode [AN 220.340]. — Ambronn, Bem. [AN 207.71]. — Schiller, Min. [BZ 5.9]. — Nijland, Bb.* Min. [VJS 60.147; 62.152; 63.234; 64.273; 65.209; 66.303; 67.320; 68.277; AN 229.341; 233.297; 235.291; 238.237; 242.23; 245.149; 249.1]. — Guthnick, Bb.* [VJS 57.69; 58.83]. — Bohlin, Bb.* [VJS 58.147]. — Heppelger, Bb.* [VJS 59.143]. — Kruse, Bb.* [VJS 60.95]. — Zinner, Elemente [BZ 12.85]. — Yamamoto, Bb.* [Kyoto Bull 285]. — Plaut, Doppelstern [BAN 257]. — Systemkonstanten [Groningen Publ 54]. — Gaposchkin, unregelmäßig [var stars S. 31; 302]. — Plaskett, R.G. Sp. [DAO 2.305]. — Schnellier, Bb.* Elemente [MVS 27; 63]. — Elemente. Systemkonstanten [AN 276.144]. — O. Struve und Titus, spektroskopische Bahnelemente [ApJ 99.84]. — Parenago, Elemente. Systemkonstanten [VS 6.217]. — Stein und Junkes, Umgebungskarte* [Spec Vat Ric 1.105].

BN Orionis ($5^h 31^m 6^s + 6^\circ 46'.2$) = BD + $6^\circ 97'1$ ($9^m.1$) = HD 245 465 (A7).

Ort bestimmt von Palmér (Lund Medd II, 103.160). — Vergleichsternhelligkeiten von Esch (Valk Veröff 2.83), Parenago (VS 4.225) und Beyer (AN 263.68). — Bild der Lichtkurve von Beyer (AN 263.69).