

Für den von Miß Cannon entdeckten Veränderlichen leitete zuerst Lange die Elemente ab: Algolart; Min. = $242\ 4386.0 + 27^d \cdot E$, Dauer der Bedeckung 4 bis 5 Tage. Bereits Kukarkin bezweifelte an Hand Moskauer Platten den Bedeckungscharakter des Sterns. Ausgedehnte Beobachtungsreihen von Esch und vor allem von Beyer ergeben schließlich folgendes Resultat: BN Orionis gehört zu den weißen Unregelmäßigen, die ein Maximallicht, das nicht ganz streng eingehalten wird, durch unruhig verlaufende Minima unterbrechen; charakteristisch sind dabei tiefe, spitze und daher durchaus algolartige Minima. Die visuelle Amplitude beträgt nach Beyer $9^m.3$ bis $11^m.4$, das HD-Spektrum ist A7. Beyer weist auf die Ähnlichkeit mit dem Lichtwechsel der Sterne T Orionis und XY Persei, Himpel auf die mit VX Cas hin. Heute kann noch auf die neuerdings gefundenen Veränderlichen BO und BH Cephei verwiesen werden, die sicherlich zur gleichen Kategorie von Veränderlichen gehören. Auffallend ist, daß BN und T Orionis und XY Persei am Rande von Dunkelwolken liegen, außerdem haben die genannten Sterne niedrige galaktische Breiten.

LITERATUR: Cannon, Entdeckungsanzeige [HC 218; AN 211.369]. — Lange, Elemente [Mirov Bull 13]. — Esch, Bb. Bem. [Valk Veröff 2.83]. — Bb. [Valk Veröff 6.366]. — Bb.* [VJS 70.267]. — Leiner, Bb.* [VJS 61.141; 62.110; 63.189; 64.224; 65.155; 66.201]. — Graff, Vergleichsternhelligkeiten* [VJS 63.164]. — Selivanov, Bb.* [VS 1, 12.4]. — Kukarkin, Bb.* [VS 3.53]. — Mc Laughlin, Bem. [AJ 892]. — Parenago, Bb. [VS 4.225]. — Beyer, Beschreibung. Bb. [AN 263.67]. — Himpel, Bem. [BZ 24.4]. — Palmér, EB. [Lund Medd II, 103.160]. — Hoffmeister, Art [AN 278.36].

BO Orionis ($5^h\ 30^m\ 45^s - 4^\circ\ 28'.8$) = Bond 773.

Entdeckt von Applegate als veränderlich zwischen $13^m.6$ und $15^m.3$ ph. Über die Art des Lichtwechsels ist nichts bekannt.

LITERATUR: Bailey, Entdeckungsanzeige [HC 225]. — Haro, H_α hell [AJ 1183].

BP Orionis ($5^h\ 32^m\ 32^s - 5^\circ\ 27'.3$).

Entdeckt von Applegate als veränderlich zwischen $15^m.4$ und $16^m.3$ ph. Über die Art des Lichtwechsels ist nichts bekannt.

LITERATUR: Bailey, Entdeckungsanzeige [HC 225]. — Fr. Becker, Umgebungskarte* [AN 225.108]. — Stein und Junkes, Umgebungskarte* [Spec Vat Ric 1.105].

BQ Orionis ($5^h\ 51^m\ 4^s + 22^\circ\ 49'.5$) = BD + $22^\circ\ 1109$ ($8^m.2$) = Berl B 2066 ($8^m.0$) = HD 39 983 (Mb).

Ort bestimmt von Bac (Lyon Publ 1, 11), R. E. Wilson (AJ 1105) und Hins (Leiden Ann 15, 1). — Vergleichsternhelligkeiten von S. Gaposchkin (HA 108, 1). — Bild der Lichtkurve von Loreta (Lyon Bull 11.47 A; BAF 2.97).

Die Veränderlichkeit des Sterns wurde von Cannon entdeckt und von Leiner bestätigt. Dieser hielt zuerst den Stern für unperiodisch, glaubte aber dann doch aus der recht veränderlichen Lichtkurve eine Periode von rund 240^d ableiten zu können und zählte daher den Stern zu den Halbperiodischen. Loreta und Lause machten jedoch schon bald darauf aufmerksam, daß die Periode viel kürzer, etwa 130 Tage, ist. Der erstere gibt für die Helligkeit im Maximum die Grenzen $6^m.9$ und $7^m.8$, für die im Minimum $7^m.8$ und $8^m.9$ vis. an, und für die mittlere Amplitude $0^m.7$. Außerdem vermutet er, daß die mittlere Helligkeit in einem Zeitraum von 795^d veränderlich sei. Der Stern gehört zu den roten Halbperiodischen. Spektrum und Leuchtkraft nach Keenan M5 III.

LITERATUR: Cannon, Entdeckungsanzeige [HC 221; AN 211.191; Obs 43.235]. — Leiner, Bb. Elemente. Max. Min. [AN 217.343; 235.89; 240.48; BZ 4.22; 5.26; 10.73; VJS 61.141; 62.110; 63.189; 64.224; 65.155; 66.201]. — Loreta, Bb. Max. Min. Periode [Lyon Bull 11.47A; 12.163; BZ 15.75; 67; 77; 16.3; 5; 79; 17.71; 19.28; 20.2; 48; 21.7; 52; 60; 22.12; 23; 43; 86; 23.42; 61; 62; 141; 146; 24.9; 130; AN 275.189; BAF 2.97]. — Lause, Max. Min. Periode [BZ 10.63; 11.46]. — Jacchia, Max. Min. [BZ 11.4; 89; 12.3; 35; 54; 88; 13.16]. — AFOEV, Bb. [Lyon Bull 9—13; BAF 1—7]. — Kanda, Bb. [Astr Herald 23; 25]. — ASJap, Bb. [Astr Herald 30; 32]. — Kanamori, Bb.* [Kyoto Bull 247]. — SACH, Bb. [Canton Rev 2; 3; 5]. —