

LITERATUR: Wachmann, Entdeckungsanzeige [BZ 22.2 (1940)]. — Bem. [BZ 22.9 (1940)]. — Shapley, Entdeckungsanzeige durch Whipple. Bem. [BZ 22.19 (1940)]. — Whipple, Entdeckungsanzeige [HB 912 (1940)]. — Berichtigung [HB 914.23 (1940)]. — Whipple und Bok, vorl. Bb. [AAS 10.32 (1940)]. — Hoffmeister, Bb. [BZ 22.3 (1940); UAI Circ 806 (1939)]. — Bb. [BZ 22.3 (1940)]. — Ahnert, Bem. [Sterne 20.37 (1940)]. — Bb. Bem. [BZ 22.1 (1940)]. — Classen, Bb. [BZ 22.3 (1940)]. — Fedtke, Bb. [BZ 22.9 (1940)]. — Loreta, Bb. [BZ 22.23 (1940)]. — Bb. [BZ 22.20 (1940)]. — Delporte, Bem. [BZ 22.12 (1940); BAB 3.92 (1940)]. — Kanda und Kaho, Bb. [Tokyo Bull 452; 465 (1940); 516 (1941); 591; 622; 647 (1943—46)]. — Schorr, Bb.* Spektralaufnahmen [VJS 75; 76 (1940/41)]. — Quenisset, Bb. [BSAF 54.92 (1940)]. — AAVSO, Bb. [HA 110.113 (1942)]. — Wsechswjatskij und Bykow, Bb. [Kiew Publ 1.168 (1946)]. — Woroschiloff, Bb. [UAI Circ 810 (1940)]. — Bb. [VS 5.304 (1938)]. — Rybka und Mergentaler, Bb. [UAI Circ 815 (1940)]. — Kukarkin, Bb. [Tadjik Circ 51 (1941)]. — Hunaerts, Bem. RG. Sp. [BAB 3.105 (1940)]. — Swings und Struve, Sp. [ASP 53.37 (1941)]. — McLaughlin, Entfernung, Helligkeit [ApJ 93.417 (1941); PA 50.233 (1942)]. — verbotene Emissionslinien des Neon [AJ 51.20 (1944)]. — Raumkoordinaten [AJ 51.139 (1945)]. — Kopilov, abs. Max. Helligkeit [Krim Isw 9.119 (1952)]. — Mustel, Magnetfelder [RAJ 33.182 (1956)]. — Sanford, Sp. [ASP 52.35 (1940)]. — P. Gaposchkin, Helligkeit der Exnova [Galactic Novae S. 27 (1957)].

BU Monocerotis ($6^h 45^m 22^s + 3^\circ 51'1''$).

Umgebungskarte von Khabibullin (Engelh Bull 19, 1940) und von Hoffmeister (MVS 246, 1957). — Vergleichsternhelligkeiten von Khabibullin (Engelh Bull 19, 1940).

Der Veränderliche wurde von Hoffmeister entdeckt. Die von Khabibullin geäußerte Vermutung, es handle sich um einen RV Tauri-Stern, konnte von Ahnert nicht bestätigt werden; er zählt den Veränderlichen zu den Z Aquarii-Sternen und leitet die folgenden Elemente ab: $t_{\max.} = J.T. 242 7345 + 137^d \cdot n$. Gelegentlich treten sekundäre Störungen auf. Spektrum nach Cameron und Nassau M3:. Grenzen des Lichtwechsels 11^m7 und 13^m0 ph.

LITERATUR: Hoffmeister, Entdeckungsanzeige. Bem. [AN 242.136 (1931)]. — Khabibullin, Bb. Art [Engelh Bull (1940)]. — Ahnert, Art. Elemente. Bem. [MVS 39 (1943); 66 (1944); Sonn Veröff 1, 2 (1947)]. — Cameron und Nassau, Sp. [ApJ 124.352 (1956)].

BV Monocerotis ($6^h 51^m 31^s + 4^\circ 39'2''$).

Umgebungskarte von Morgenroth (AN 252.391, 1934), von Nekrassowa (VS 5.214, 1938) und von Khabibullin (Engelh Bull 19, 1940). — Vergleichsternhelligkeiten von Nekrassowa (VS 5.214, 1938) und von Khabibullin (Engelh Bull 19, 1940). — Bild der Lichtkurve von Khabibullin (Engelh Bull 19, 1940).

Als kurzperiodisch veränderlich von Morgenroth entdeckt. Khabibullin leitet für diesen δ Cephei-Stern die Elemente ab: $t_{\max.} = J.T. 242 7834.29 + 3^d 0143 \cdot n$. Grenzen des Lichtwechsels 11^m8 und 13^m1 ph.

LITERATUR: Morgenroth, Entdeckungsanzeige. Art. Bestätigung [AN 252.391 (1934)]. — Nekrassowa, Art [VS 5.214 (1938)]. — Khabibullin, Max. Art. Elemente. Lichtkurve [Engelh Bull 19 (1940)]. — Walraven u. a., l.e. Bb. [BAN 14.101 (1958)].

BW Monocerotis ($7^h 6^m 23^s - 1^\circ 20'2''$).

Umgebungskarte von Khabibullin (Engelh Bull 19, 1940) und von Hoffmeister (MVS 247, 1957). — Vergleichsternhelligkeiten von Khabibullin (Engelh Bull 19, 1940).

Dieser Veränderliche wurde von Hoffmeister entdeckt. Nach Khabibullin lauten die ersten Elemente: $t_{\max.} = J.T. 242 7900.2 + 163^d \cdot n$. Ahnert verbesserte dieselben folgendermaßen: $t_{\max.} = J.T. 242 5556 + 155^d \cdot n$. Nach letzterem handelt es sich um Z Aquarii-Lichtwechsel in den Grenzen 11^m7 und 13^m4 ph. Spektrum M1.

LITERATUR: Hoffmeister, Entdeckungsanzeige. Art. Bem. [AN 242.137 (1931)]. — Khabibullin, Bb. Art. Elemente [Engelh Bull 19 (1940)]. — Ahnert, Max. Art. Elemente. Bem. [Sonn Veröff 1, 3 (1949)].

BX Monocerotis ($7^h 20^m 24^s - 3^\circ 24'2''$).

Bild der Lichtkurve von Mayall (HB 913, 1940).

Auf Objektivprisma-Aufnahmen wurde der Stern von Mayall entdeckt. Es ist ein Veränderlicher mit einer außergewöhnlich langen Periode, für den die Entdeckerin folgende Elemente angibt: