

V 447 Cygni ( $20^{\text{h}} 2^{\text{m}} 9^{\text{s}} + 35^{\circ} 35'.2$ ).

Umgebungskarte von Hoffmeister (MVS 269, 1957).

Von Hoffmeister als Bedeckungsstern entdeckt. Wachmann gibt die Elemente:  $t_{\text{min.}} = \text{J.T. } 242\ 9250.222 + 2^{\text{d}}205\ 587 \cdot n$ . Grenzen des Lichtwechsels  $13^{\text{m}}55$  und  $15^{\text{m}}02$  ph. Der Veränderliche steht in NGC 6871.

LITERATUR: Hoffmeister, Entdeckungsanzeige. Art [AN 259.37 (1936)]. — Min. Art. Bem. [KVBB 24 (1941)]. — Wachmann, Min. Elemente. Art. Lichtkurve [Erg AN 11, 5.25 (1948)]. — Pearce, Masse. Helligkeit [JRASC 51.61 (1957)]. — Kraft und Landolt, Bem. [ApJ 129.287 (1959)]. — K. Kordylewski, Bem. [SAC 31.129 (1959)].

V 448 Cygni ( $20^{\text{h}} 2^{\text{m}} 24^{\text{s}} + 35^{\circ} 6'.9$ ) = BD +  $34^{\circ} 3871$  ( $8^{\text{m}}3$ ) = HD 190 967 (B3).

Ort bestimmt von Drimbã (Bukarest Studii 1.25, 1956). — Vergleichsternhelligkeiten und Bild der Lichtkurve von Ashbrook (HB 916.7, 1942).

Von Wachmann als Bedeckungsveränderlicher in den Grenzen  $7^{\text{m}}4$  und  $8^{\text{m}}3$  ph. entdeckt. Ashbrook wie auch später der Entdecker selbst stellen  $\beta$  Lyrae-Lichtwechsel fest. Die von Ashbrook anfangs abgeleiteten Elemente:  $t_{\text{min.}} = \text{J.T. } 242\ 7959.72 + 6^{\text{d}}51976 \cdot n$  verbessert er später folgendermaßen:  $t_{\text{min.}} = \text{J.T. } 241\ 6361.095 + 6^{\text{d}}519\ 7283 \cdot n$ . Der Veränderliche steht in NGC 6871.

LITERATUR: Wachmann, Entdeckungsanzeige. Min. Art [BZ 21.136 (1939)]. — Min. Art. Elemente. Lichtkurve [Erg AN 11, 5 (1948)]. — Ashbrook, Art. Elemente [ASP 53.193 (1941)]. — Min. Elemente. Lichtkurve. Systemkonstanten [HB 916.7 (1942)]. — Kopal, EB. [HB 916.16 (1942)]. — Kopal und Treuenfels, Temperatur [HC 457 (1951)]. — Plaut, Systemkonstanten [Groningen Publ 54 (1950); 55 (1953)]. — Numerowa, FI. Sp. [Krim Isw 19.239 (1958)]. — Struve, Bem. [AJ 63.346 (1958)]. — Sp. [ASP 70.608 (1958)]. — K. Kordylewski, Bem. [SAC 31.129 (1959)].

V 449 Cygni ( $19^{\text{h}} 49^{\text{m}} 33^{\text{s}} + 33^{\circ} 41'.4$ ) = BD +  $33^{\circ} 3638$  ( $7^{\text{m}}7$ ) = HD 188 344 (M1).

Ort bestimmt von Drimbã u. a. (Bukarest Studii 1.25, 1956). — Umgebungskarte von Kasanow (VS 11.214, 1957). — Vergleichsternhelligkeiten von Wachmann (Erg AN 11, 5.11, 1948) und Kasanow (VS 11.214, 1957).

Als unperiodischer Veränderlicher in den Grenzen  $8^{\text{m}}1$  und  $8^{\text{m}}9$  ph. von Wachmann entdeckt. Spektrum nach Cameron und Nassau M3; M2.

LITERATUR: Wachmann, Entdeckungsanzeige. Art [BZ 22.10 (1940)]. — Bem. Sp. [Erg AN 11, 5.11 (1948)]. — Kasanow, Bb. [VS 11.214 (1957)]. — Loreta, Min. [BZ 24.102; 118 (1942)]. — Cameron und Nassau, Sp. [ApJ 124.351 (1956)].

V 450 Cygni ( $20^{\text{h}} 54^{\text{m}} 0^{\text{s}} + 35^{\circ} 28'.3$ ).

Ort bestimmt von van Schewick (BZ 24.94, 1942); Delporte (BZ 24.101, 1942); Cederblad (Lund Ann 13.29, 1954) und Möller (UAI Circ 919, 1942). — Umgebungskarte von Himpel (BZ 24.94, 1942), Ahnert (Sterne 22.161, 1942), M. D. Ashbrook und McKibben Nail (HB 916.21, 1942), Jantsch (Sterne 23.26, 1943) und Stein und Junkes (Spec Vat Ric 1.350, 1945). — Vergleichsternhelligkeiten von Ahnert (BZ 24.90, 1942), M. D. Ashbrook und McKibben Nail (HB 916.21, 1942), Jantsch (Sterne 23.27, 1943) und Stein und Junkes (Spec Vat Ric 1.351, 1945). — Bild der Lichtkurve von Ahnert (Sterne 22.162, 1942), Campbell (HR 250.35, 1942), Jantsch (Sterne 23.27, 1943) und Stein und Junkes (Spec Vat Ric 1.358, 1945).

Diese Nova wurde am 8. September 1942 von Zwický als Stern  $8^{\text{m}}$  ph. entdeckt. Eine Durchsicht der Sonneberger Überwachungsaufnahmen durch Ahnert ließ erkennen, daß das Maximum zwischen Mai 19 und Juni 4 eingetreten sein muß; der Stern wird damals etwa 7. Größe oder etwas schwächer gewesen sein. In den nächsten Wochen treten starke Helligkeitsschwankungen mit 1 Größenklasse Amplitude auf, die mittlere Helligkeit nimmt dabei nur langsam ab. Nach der Entdeckung der Nova verfolgen zahlreiche Beobachter den weiteren Helligkeitsverlauf und sie beobachten Ende September 1942 einen starken Helligkeitssturz von der 9. Größenklasse um den 20. September bis zu  $16^{\text{m}}5$  ph. am 5. Oktober. Die Helligkeit im Minimum muß noch kleiner als  $16^{\text{m}}5$  gewesen sein, so daß sie nicht beobachtet werden konnte. In den Bereich der Sichtbarkeit der bei der Beobachtung benutzten Instrumente (Himpel, 68 cm-Refraktor Wien) trat die Nova wieder Ende November 1942.