

V 696 **Scorpii** ($17^{\text{h}} 16^{\text{m}} 24^{\text{s}} - 35^{\circ} 48'.9$).

Umgebungskarte und Ort bestimmt von **Mayall** (HB 920.35; 36, 1951).

Die Nova wurde auf Grund ihres Spektrums von **Mayall** entdeckt. Nach den Beobachtungen von **Mayall** und **Soloviev** war die Nova am 5. Mai schwächer als $16^{\text{m}}.5$. Sie erreichte am 15. Mai mit $7^{\text{m}}.5$ ihr Maximum, war am 19. Mai $9^{\text{m}}.1$, am 24. Mai $10^{\text{m}}.5$ und hatte am 6. August nur noch die Helligkeit $13^{\text{m}}.4$. Die Nova hat also ihre Phasen schnell durchlaufen. Nach **Mayall** ist das Spektrum Q.

LITERATUR: **Mayall**, Entdeckungsanzeige. Bb. Elemente. Sp. [HR 300.8 (1947)]. — Sp. Bem. [HB 920.36 (1951)]. — **Soloviev**, Bb. [AC 95.6 (1949)].

V 697 **Scorpii** ($17^{\text{h}} 44^{\text{m}} 30^{\text{s}} - 37^{\circ} 23'.2$).

Bild der Lichtkurve von **Mayall** (HR 300.2, 1947; HB 918.2, 1946).

Die Nova wurde von **Mayall** auf Grund ihres Spektrums erkannt. Das Spektrum zeigt helle Emissionslinien von $H\beta$, $H\gamma$, $H\delta$, $H\epsilon$ und $H\zeta$ und die [O III]-Linien. $H\gamma$ ist am intensivsten. Offensichtlich hat die Nova ihr Maximum ($8^{\text{m}}.0$) im Winter 1940/41 durchlaufen, denn Platten, die im September 1940 erhalten worden waren, zeigen von der Nova noch keine Spur. Sie muß also schwächer als 13^{m} gewesen sein. Im März 1941 war die Nova $10^{\text{m}}.2$, im Sommer 1941 war ein Nebelring um das Zentralbild sichtbar, im August 1942 war die Nova $16^{\text{m}}.5$ und 1943 war die Nova dann unsichtbar, also schwächer als $16^{\text{m}}.5$.

LITERATUR: **Mayall**, Entdeckungsanzeige. Bb. Sp. Bem. [HB 918.1 (1946); HR 300.1 (1947)].

V 698 **Scorpii** ($17^{\text{h}} 16^{\text{m}} 35^{\text{s}} - 30^{\circ} 49'.0$).

Als Bedeckungsveränderlicher von **Plaut** entdeckt. Dauer der Bedeckung $[0^{\text{d}}.20$; Dauer der konstanten Phase im Minimum $0^{\text{d}}.043$. Ein Vielfaches der Periode ist möglicherweise die Zeitspanne von 258^{d} . Ein Minimum ist J.T. 242 7981.3 beobachtet. Grenzen des Lichtwechsels $12^{\text{m}}.61$ und $13^{\text{m}}.65$ ph.

LITERATUR: **Plaut**, Entdeckungsanzeige. Art. Periode [Leiden Ann 20, 1 (1948)].

V 699 **Scorpii** ($17^{\text{h}} 23^{\text{m}} 30^{\text{s}} - 33^{\circ} 21'.3$).

Umgebungskarte und Vergleichsternhelligkeiten von **Plaut** (Leiden Ann 20, 1, 1948).

Entdeckt als veränderlich von **Plaut**. Bedeckungslichtwechsel in den Grenzen $13^{\text{m}}.42$ und $14^{\text{m}}.54$ ph.

LITERATUR: **Plaut**, Entdeckungsanzeige. Min. Art [Leiden Ann 20, 1 (1948)].

V 700 **Scorpi** ($17^{\text{h}} 24^{\text{m}} 46^{\text{s}} - 31^{\circ} 18'.1$) = CPD - $31^{\circ} 4771$ ($9^{\text{m}}.4$).

Umgebungskarte und Vergleichsternhelligkeiten von **Plaut** (Leiden Ann 20, 1, 1948).

Bei dem von **Plaut** entdeckten Veränderlichen handelt es sich um einen Bedeckungsstern mit ellipsoidischen Komponenten. Die Elemente lauten: $t_{\text{min.}} = \text{J.T. } 242\ 8066.28 + 2^{\text{d}}.346\ 90 \cdot n$. Grenzen des Lichtwechsels $10^{\text{m}}.07$ und $10^{\text{m}}.38$ ph., Min. II = $10^{\text{m}}.20$ ph. Spektrum B5.

LITERATUR: **Plaut**, Entdeckungsanzeige. Min. Elemente. Art. Lichtkurve. Sp. [Leiden Ann 20, 1 (1948)].

V 701 **Scorpii** ($17^{\text{h}} 27^{\text{m}} 53^{\text{s}} - 32^{\circ} 26'.0$) = CoD - $32^{\circ} 12\ 924$ ($8^{\text{m}}.5$) = CPD - $32^{\circ} 4606$ ($8^{\text{m}}.4$) = HD 317 844 (B5).

Umgebungskarte, Vergleichsternhelligkeiten und Bild der Lichtkurve von **Plaut** (Leiden Ann 20, 1, 1948).