

LITERATUR: **Swope**, Entdeckungsanzeige. Art. FI. [HA 109, 1 (1940)]. — **van Gent** und **Plaut**, Bb. Art [Leiden Ann 21, 217 (1958)].

V 786 Sagittarii ($17^{\text{h}} 52^{\text{m}} 53^{\text{s}} - 28^{\circ} 8'0$).

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

Die von **Plaut** für den von **Swope** entdeckten Bedeckungsveränderlichen gegebenen verbesserten Elemente lauten: $t_{\text{min.}} = \text{J. T. } 242\ 8691.8 + 155^{\text{d}}90 \cdot n$. Dauer der Bedeckung $7^{\text{d}}0$; Dauer der konstanten Phase im Minimum $3^{\text{d}}1$. Grenzen des Lichtwechsels $11^{\text{m}}06$ und $12^{\text{m}}43$ ph.

LITERATUR: **Swope**, Entdeckungsanzeige. Elemente. Art. Bem. [HA 109, 1 (1940)]. — **Plaut**, Elemente. Art. Bem. [Leiden Ann 20, 1 (1948)].

V 787 Sagittarii ($17^{\text{h}} 53^{\text{m}} 36^{\text{s}} - 30^{\circ} 30'0$) = HD 316 917 (Pec).

Vergleichsternhelligkeiten von **O'Connell** (Riv Repr 8, 1954).

Diese Nova wurde von **Swope** entdeckt. Beobachtungen sind bekannt geworden von der Entdeckerin, von **Plaut** und von **O'Connell**. Nach diesen Beobachtungen erinnert das Verhalten dieser Nova an das der Nova Aquilae (1918) Nr. 2. Das Maximum ist Ende Mai 1937 eingetreten. Die erreichte Helligkeit wird zwischen 9^{m} und 10^{m} ph. angegeben. Nach einem steilen Abfall setzen quasiperiodische Schwankungen von etwa 8^{d} Länge ein. Über das Spektrum läßt sich nichts aussagen, da auf den Aufnahmen das Novaspektrum von den Spektren anderer Sterne überlagert wird.

LITERATUR: **Swope**, Entdeckungsanzeige. Art [HA 109, 1 (1940)]. — Bb. Max. Bem. [HB 913 (1940)]. — **Plaut**, Bb. Art [Leiden 20, 1 (1948)]. — **McLaughlin**, Raumkoordinaten [AJ 51, 139 (1946)]. — **O'Connell**, Bb. Entfernung. Bem. [Riv Repr 8 (1954)].

V 788 Sagittarii ($17^{\text{h}} 53^{\text{m}} 43^{\text{s}} - 29^{\circ} 6'7$).

Als veränderlich von **Luyten** entdeckt und von **Swope** unabhängig gefunden. Mirastern mit den Elementen: $t_{\text{max.}} = \text{J. T. } 242\ 8385 + 199^{\text{d}} \cdot n$. Grenzen der Lichtwechsels $15^{\text{m}}8$ und $[18^{\text{m}}0$ ph.

LITERATUR: **Luyten**, Entdeckungsanzeige [AN 261, 456 (1937); Minneap Publ 2, 6 (1938)]. — **Swope**, Entdeckungsanzeige. Elemente. Art [HA 109, 1 (1940)].

V 789 Sagittarii ($17^{\text{h}} 53^{\text{m}} 55^{\text{s}} - 28^{\circ} 9'0$).

Die Elemente des von **Swope** entdeckten Bedeckungsveränderlichen lauten: $t_{\text{min.}} = \text{J. T. } 242\ 6858.61 + 5^{\text{d}}104\ 70 \cdot n$. Dauer der Bedeckung $0^{\text{d}}15$; Dauer der konstanten Phase im Minimum $0^{\text{d}}08$. Grenzen des Lichtwechsels $11^{\text{m}}9$ und $13^{\text{m}}0$ ph., Min. II = $12^{\text{m}}5$ ph. Nach **Kraft** und **Landolt** steht der Veränderliche im Sternhaufen Trümpler 31.

LITERATUR: **Swope**, Entdeckungsanzeige. Elemente. Art. Bem. [HA 109, 1 (1940)]. — **Kraft** und **Landolt**, Bem. [ApJ 129, 287 (1959)].

V 790 Sagittarii ($17^{\text{h}} 54^{\text{m}} 11^{\text{s}} - 23^{\circ} 44'8$).

Von **Swope** als unperiodischer Veränderlicher entdeckt. Grenzen des Lichtwechsels $13^{\text{m}}5$ und $16^{\text{m}}0$ ph.

LITERATUR: **Swope**, Entdeckungsanzeige. Art. FI. [HA 109, 1 (1940)].

V 791 Sagittarii ($17^{\text{h}} 55^{\text{m}} 31^{\text{s}} - 29^{\circ} 40'4$).

Vergleichsternhelligkeiten von **van Gent** und **Plaut** (Leiden Ann 21, 217, 1958).

Dieser Bedeckungsveränderliche wurde von **Swope** entdeckt. Sie gibt die Elemente: $t_{\text{min.}} = \text{J. T. } 242\ 8696.30 + 1^{\text{d}}593\ 24 \cdot n$. Die Dauer der Bedeckung beträgt $0^{\text{d}}14$, die Dauer der konstanten Phase im Minimum $0^{\text{d}}10$. Grenzen des Lichtwechsels $13^{\text{m}}8$ und $15^{\text{m}}0$ ph.