

V 906 Sagittarii ($19^{\text{h}} 22^{\text{m}} 21^{\text{s}} - 24^{\circ} 9'0$).

Umgebungskarte, Vergleichsternhelligkeiten und Bild der Lichtkurve von **Ferwerda** (BAN 9.337, 1943).

Die Elemente des von **van Gent** entdeckten Veränderlichen lauten nach **Ferwerda**:
 $t_{\text{max.}} = \text{J. T. } 242\ 6378.386 + 0^{\text{d}}663\ 0479 \cdot n$. RR Lyrae-Stern in den Grenzen $13^{\text{m}}3$ und $14^{\text{m}}5$ ph.; Unterklasse a.

LITERATUR: **van Gent**, Entdeckungsanzeige [BAN 9.337 (1943)]. — **Ferwerda**, Elemente. Art. Lichtkurve [BAN 9.337 (1943)].

V 907 Sagittarii ($18^{\text{h}} 50^{\text{m}} 11^{\text{s}} - 29^{\circ} 33'7$).

Umgebungskarte, Vergleichsternhelligkeiten und Bild der Lichtkurve von **Ferwerda** (BAN 9.337, 1943).

Von **van Gent** als veränderlich entdeckt. **Ferwerda** leitet für diesen Bedeckungsveränderlichen folgende Elemente ab: $t_{\text{min.}} = \text{J. T. } 242\ 6382.594 + 2^{\text{d}}760\ 319 \cdot n$. Grenzen des Lichtwechsels $13^{\text{m}}5$ und $14^{\text{m}}5$ ph. Dauer der Bedeckung gleich $0^{\text{d}}41$.

LITERATUR: **van Gent**, Entdeckungsanzeige [BAN 9.337 (1943)]. — **Ferwerda**, Bb. Elemente. Art. Lichtkurve [BAN 9.337 (1943)].

V 908 Sagittarii wurde gestrichen, da er identisch ist mit **V 737 Sagittarii**.

V 909 Sagittarii ($18^{\text{h}} 19^{\text{m}} 12^{\text{s}} - 35^{\circ} 4'8$)

Ort bestimmt von **Mayall** (HB 918, 1946). — Bild der Lichtkurve von **Campbell** (HR 259.15, 1943) und von **Mayall** (HB 918, 1946).

Diese Nova wurde von **Mayall** entdeckt. Ihre Helligkeit betrug vor dem Maximum [$16^{\text{m}}0$ ph., während des Maximums, 1941 Juni 26, $6^{\text{m}}8$ ph. Spektrum nach **Payne-Gaposchkin** Q. Die Nova hat ihre einzelnen Phasen schnell durchlaufen.

LITERATUR: **Mayall**, Entdeckungsanzeige. Max. [PA 51.284 (1943)]. — Sp. [HB 918 (1946)]. — **Campbell**, Berichtigung [HR 259.15 (1943)]. — **Soloviev**, Bb.* [AC 34 (1944)]. — **McLaughlin**, verbotene Emissionslinien des Neon [AJ 51.20 (1944)]. — Raumkoordinaten [AJ 51.139 (1946)]. — **Payne-Gaposchkin**, Sp. [HA 115, 12 (1952)].

V 910 Sagittarii ($18^{\text{h}} 25^{\text{m}} 22^{\text{s}} - 34^{\circ} 46'5$) = CoD - $34^{\circ} 12'893$ ($9^{\text{m}}8$).

Von **Innes** als veränderlich entdeckt. Mirastern mit den Elementen: $t_{\text{max.}} = \text{J. T. } 241\ 8916 + 376^{\text{d}} \cdot n$. Möglicherweise ist die Periode viel kürzer, allerdings nicht $\frac{1}{2}$ oder $\frac{1}{3} P$. Grenzen des Lichtwechsels $10^{\text{m}}6$ und $14^{\text{m}}7$ ph. Spektrum nach **Cannon** Me.

LITERATUR: **Innes**, Entdeckungsanzeige. Bem. [UOC 20.152 (1914)]. — Max. [UOC 31.243 (1915)]. — Elemente. Art. Bem. [UOC 37.302 (1917)]. — **Cannon**, Sp. [HB 897 (1934)]. — **Bidelman**, Sp. [ApJ Suppl 1.190 (1954)].

V 911 Sagittarii ($18^{\text{h}} 27^{\text{m}} 33^{\text{s}} - 32^{\circ} 26'2$) = HD 171 059 (Md).

Entdeckt als veränderlich von **Innes**. Grenzen des Lichtwechsels $12^{\text{m}}5$ und 15^{m} ph. Spektrum nach **Cannon** M4e. Sicherlich ein Mirastern.

LITERATUR: **Innes**, Entdeckungsanzeige [UOC 31.242 (1915)]. — Bem. [UOC 37.302 (1917)] — **Cannon**, Sp. [HC 224 (1921)]. — **Bidelman**, Sp. [ApJ Suppl 1.190 (1954)].

V 912 Sagittarii ($18^{\text{h}} 28^{\text{m}} 2^{\text{s}} - 32^{\circ} 37'4$).

Umgebungskarte und Vergleichsternhelligkeiten von **Ponsen** (Leiden Ann 20, 17, 1957).