

V 737 **Sagittarii** ( $18^{\text{h}} 0^{\text{m}} 48^{\text{s}} - 28^{\circ} 45'8$ ).

Vergleichsternhelligkeiten von O'Leary (Riv Publ 1, 4.56, 1937).

Diese Nova wurde von O'Leary entdeckt. Der Ablauf ihrer Erscheinung ist nur sehr lückenhaft beobachtet worden. Am aufsteigenden Ast wird bei 1933 Juni 21 ein Stillstand beobachtet, an den sich ein flacher Wiederanstieg der Helligkeit anschließt. Nach einem Zeitraum von  $19^{\text{d}}$ , für den keine Beobachtungen vorliegen, zeigt der Stern merkliche Helligkeitsschwankungen, wie sie ähnlich bei der Nova Persei 2 (1901) aufgetreten sind. Wahrscheinlich wurde das Maximum selbst nicht beobachtet, das etwa 1933 Juni 30 eingetreten sein wird. Der Stern war damals sicher merklich heller als  $10^{\text{m}}$ .

LITERATUR: O'Leary u. a., Entdeckungsanzeige. Max. Art. Bem. [AN 264.141 (1937)]. — O'Leary, Bb. Art. Bem. [Riv Publ 1, 4.56 (1937)]. — Mc Laughlin, Raumkoordinaten [AJ 51.139 (1946)].

V 738 **Sagittarii** ( $18^{\text{h}} 4^{\text{m}} 24^{\text{s}} - 31^{\circ} 56'5$ ).

Umgebungskarte, Vergleichsternhelligkeiten und Bild der Lichtkurve von Hertzsprung (BAN 9.203; 215, 1941).

Für den von Hertzsprung entdeckten W Virginis-Stern gelten die Elemente:  $t_{\text{max.}} = \text{J. T. } 242\ 8329.58 + 43^{\text{d}}.39 \cdot n$ . Grenzen des Lichtwechsels  $13^{\text{m}}.5$  und  $14^{\text{m}}.3$  ph.

LITERATUR: Hertzsprung, Entdeckungsanzeige. Elemente. Art. Lichtkurve [BAN 9.203; 215 (1941)]. — Walraven u. a., l.e. Bb. [BAN 14.81 (1958)]. — Petit, Population II [Asiago Contr 96.61 (1958)].

V 739 **Sagittarii** ( $18^{\text{h}} 6^{\text{m}} 46^{\text{s}} - 30^{\circ} 17'6$ ).

Dieser sehr rote Stern wurden von Cannon entdeckt. Sie vermutet eine Periode von  $800^{\text{d}}$ ; daher wahrscheinlich halbperiodischer Lichtwechsel. Grenzen des Lichtwechsels  $13^{\text{m}}.8$  und  $16^{\text{m}}$  ph.

LITERATUR: Cannon, Entdeckungsanzeige. Art. Periode. Bem. [HB 912 (1940)]. — Cholopov, Art [RAJ 27. 236 (1950)]

V 740 **Sagittarii** ( $18^{\text{h}} 14^{\text{m}} 23^{\text{s}} - 29^{\circ} 48'4$ ).

Der von Hertzsprung entdeckte Mirastern variiert in den Grenzhelligkeiten  $13^{\text{m}}.2$  und  $14^{\text{m}}.3$  ph.

LITERATUR: Hertzsprung, Entdeckungsanzeige. Art. Bem. [BAN 9.203 (1941)].

V 741 **Sagittarii** ( $18^{\text{h}} 14^{\text{m}} 26^{\text{s}} - 29^{\circ} 50'8$ ).

Umgebungskarte und Vergleichsternhelligkeiten von Hertzsprung (BAN 9.203; 215, 1941). — Bild der Lichtkurve von Hertzsprung (BAN 9.215, 1941), von Payne-Gaposchkin (Vistas 2.1142, 1956), von Walraven u. a. (BAN 14.81, 1958) und von Petit (Asiago Contr 95.61, 1958).

Als veränderlich in den Grenzen  $13^{\text{m}}.2$  und  $14^{\text{m}}.3$  ph. von Hertzsprung entdeckt. W Virginis-Stern mit den Elementen:  $t_{\text{max.}} = \text{J. T. } 242\ 8327.92 + 15^{\text{d}}.156 \cdot n$ . Der Lichtwechsel verläuft unruhig, die Lichtkurve ist symmetrisch.

LITERATUR: Hertzsprung, Entdeckungsanzeige. Elemente. Art. Lichtkurve. Bem. [BAN 9.203; 215 (1941)]. — Walraven u. a., l.e. Bb. FI. [BAN 14.81 (1958)]. — Payne-Gaposchkin, Population II [Vistas 2.1142 (1956)]. — Petit, Population II [Asiago Contr 95.61 (1958)].

V 742 **Sagittarii** ( $18^{\text{h}} 32^{\text{m}} 56^{\text{s}} - 36^{\circ} 54'0$ ).

Ort bestimmt von Mayall und Cannon (HB 913, 1940).

Als veränderlich von Innes entdeckt, von Luyten unabhängig gefunden. Wahrscheinlich Mira-Lichtwechsel in den Grenzen  $11^{\text{m}}.5$  und  $17^{\text{m}}$  ph. Spektrum nach Mayall und Cannon Mre.

LITERATUR: Innes, Entdeckungsanzeige [UOC 20.152 (1914)]. — Bb.\* Bem. [UOC 37.302 (1917)]. — Luyten, Entdeckungsanzeige. Art [AN 261.453 (1936); Minneap Publ 2, 6 (1938)]. — Prager, Berichtigung [AN 265.13 (1938)]. — Mayall und Cannon, Sp. [HB 913 (1940)].