

V 935 Sagittarii ($18^{\text{h}} 25^{\text{m}} 31^{\text{s}} - 31^{\circ} 14'.9$).

Entdeckt als veränderlich von **Innes**. Die von ihm gegebenen Elemente stimmen mit denen von **Townley** u. a. überein: $t_{\text{max.}} = \text{J. T. } 241\,9570 + 235^{\text{d}} \cdot n$; Mirastern. Helligkeitsgrenzen $10^{\text{m}}2$ und $17^{\text{m}} \text{ ph.}$ Vielleicht identisch mit dem von **Ponsen** entdeckten Veränderlichen ($18^{\text{h}} 25^{\text{m}} 32^{\text{s}} - 31^{\circ} 16'.0$) in *Leiden Ann* 20, 17, 1957.

LITERATUR: **Innes**, Entdeckungsanzeige. *Bem.* [UOC 20.152 (1914)]. — Elemente [UOC 37.301 (1917)]. — **Townley** u. a., Elemente [HA 79, 3 (1928)].

V 936 Sagittarii ($18^{\text{h}} 26^{\text{m}} 29^{\text{s}} - 33^{\circ} 38'.7$).

Für den von **Innes** entdeckten Veränderlichen gelten die Elemente: $t_{\text{max.}} = \text{J. T. } 241\,8898 + 234^{\text{d}} \cdot n$; Mira-Art oder halbperiodisch. Grenzen des Lichtwechsels $15^{\text{m}}5$ und $17^{\text{m}} \text{ ph.}$

LITERATUR: **Innes**, Entdeckungsanzeige. *Bem.* [UOC 20.152 (1914)]. — *Bb.* [UOC 31.244 (1915)]. — Elemente [UOC 37.301 (1917)]. — **Townley** u. a., Elemente [HA 79, 3 (1928)].

V 937 Sagittarii ($18^{\text{h}} 27^{\text{m}} 15^{\text{s}} - 32^{\circ} 0'.2$).

Innes und **Townley** u. a. leiten für den von **Innes** entdeckten Veränderlichen die Elemente ab: $t_{\text{max.}} = \text{J. T. } 242\,0337 + 268^{\text{d}}3 \cdot n$; Mirastern. Grenzhelligkeiten $15^{\text{m}}8$ und $[17^{\text{m}} \text{ ph.}]$

LITERATUR: **Innes**, Entdeckungsanzeige. *Bem.* [UOC 20.152 (1914)]. — *Bb.* [UOC 31.244 (1915)]. — Elemente [UOC 37.301 (1917)]. — **Townley** u. a., Elemente [HA 79, 3 (1928)].

V 938 Sagittarii ($18^{\text{h}} 27^{\text{m}} 51^{\text{s}} - 31^{\circ} 32'.7$).

Als veränderlich von **Innes** entdeckt. **Innes** und **Townley** u. a. geben für diesen Mirastern die Elemente: $t_{\text{max.}} = \text{J. T. } 241\,9575 + 220^{\text{d}}7 \cdot n$. Grenzen des Lichtwechsels $15^{\text{m}}5$ und $17^{\text{m}}0 \text{ ph.}$ Vielleicht ist der Lichtwechsel halbperiodisch.

LITERATUR: **Innes**, Entdeckungsanzeige. *Bem.* [UOC 20.152 (1914)]. — Elemente [UOC 37.301 (1917)]. — **Townley** u. a., Elemente [HA 79, 3 (1928)].

V 939 Sagittarii ($18^{\text{h}} 28^{\text{m}} 8^{\text{s}} - 26^{\circ} 58'.7$).

Ort bestimmt von **Dishong** und **Hoffleit** (*AJ* 60.260, 1955).

Der Stern wurde von **Innes** als veränderlich entdeckt. Von ihm stammen auch die einzigen Beobachtungen. Zwischen 1912 Juli 8 und 13 stieg die Helligkeit von $[17^{\text{m}}$ bis auf $15^{\text{m}}0 \text{ ph.}$ an. Am 23. und 25. Juli 1914 war der Stern $14^{\text{m}}2 \text{ ph.}$; am 6. August 1915 war seine Helligkeit $17^{\text{m}}0 \text{ ph.}$ und war dann von 1915, September wieder unsichtbar. **McLaughlin** rechnet den Veränderlichen zu den Novae nach Art der RT Serpentis-Sterne.

LITERATUR: **Innes**, Entdeckungsanzeige [UOC 20.152 (1914)]. — Art [UOC 37.301 (1917)]. — **Payne**- und **S. Gaposchkin**, Art. *Bem.* [*Harv Mon* 5.235 (1938)]. — **McLaughlin**, Art. *Bem.* [*PA* 47.491 (1939)]. — Raumkoordinaten [*AJ* 51.139 (1945)]. — **Dishong** und **Hoffleit**, *Bem.* [*AJ* 60.260 (1955)].

V 940 Sagittarii ($18^{\text{h}} 28^{\text{m}} 20^{\text{s}} - 31^{\circ} 22'.6$).

Für den von **Innes** entdeckten Veränderlichen gelten die Elemente: $t_{\text{max.}} = \text{J. T. } 241\,8882 + 224^{\text{d}} \cdot n$; Mirastern. Die Helligkeitsgrenzen liegen bei $13^{\text{m}}2$ und $[17^{\text{m}} \text{ ph.}]$

LITERATUR: **Innes**, Entdeckungsanzeige [UOC 20.152 (1914)]. — *Bb.* [UOC 31.243 (1915)]. — Elemente [UOC 37.302 (1917)]. — **Townley** u. a., Elemente [HA 79, 3 (1928)].

V 941 Sagittarii ($18^{\text{h}} 28^{\text{m}} 21^{\text{s}} - 29^{\circ} 39'.0$).

Dieser Veränderliche wurde von **Innes** entdeckt, von dem auch die einzigen Beobachtungen stammen. Zwischen 1910 Juli 29 bis September 1 stieg die Helligkeit auf $13^{\text{m}}5 \text{ ph.}$ an. Am 21. Juni