

1912 war der Stern $11^m 0^s$ ph.; dann beobachtet *Innes* einen Helligkeitsabfall, dem Wellen überlagert waren; nach 1916 Juli 19 war der Stern nicht mehr zu beobachten. *McLaughlin* rechnet den Veränderlichen zur Klasse der RT Serpentis-Novae.

LITERATUR: *Innes*, Entdeckungsanzeige [UOC 20.152 (1914)]. — Bb. [UOC 31.244 (1915)]. — 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)].

V 942 *Sagittarii* ($18^h 30^m 4^s - 36^\circ 7'.0$).

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

Von *Innes* als veränderlich entdeckt, von *Ponsen* unabhängig als Mirastern gefunden. Die von letzterem abgeleiteten Elemente weichen kaum von den von *Innes* und *Townley* u. a. gegebenen ab: $t_{\max.} = J. T. 243 0553 + 191^d \cdot n$. Grenzhelligkeiten $12^m 6$ und $[16^m 0^s$ ph.

LITERATUR: *Innes*, Entdeckungsanzeige [UOC 20.152 (1914)]. — Bb. [UOC 31.244 (1915)]. — Elemente [UOC 37.302 (1917)]. — *Ponsen*, Entdeckungsanzeige. Bb. Max.* Elemente. Art [Leiden Ann 20, 17 (1957)]. — *Townley* u. a. Elemente [HA 79, 3 (1928)].

V 943 *Sagittarii* ($18^h 30^m 12^s - 32^\circ 46'.7$).

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

Ponsen gibt für den von *Innes* entdeckten und von ihm unabhängig gefundenen Veränderlichen die verbesserten Elemente: $t_{\max.} = J. T. 243 4153 + 171^d \cdot n$. Mirastern in den Grenzen $13^m 0$ und $15^m 6$ ph.

LITERATUR: *Innes*, Entdeckungsanzeige [UOC 20.152 (1914)]. — Bb. [UOC 31.243 (1915)]. — Elemente [UOC 37.302 (1917)]. — *Ponsen*, Entdeckungsanzeige. Bb. Max.* Elemente. Art [Leiden Ann 20, 17 (1957)]. — *Townley* u. a., Elemente [HA 79, 3 (1928)].

V 944 *Sagittarii* ($18^h 30^m 46^s - 35^\circ 22'.3$).

Innes und *Townley* u. a. leiten für den von *Innes* entdeckten Veränderlichen folgende Elemente ab: $t_{\max.} = J. T. 241 8882 + 207^d \cdot n$; Mirastern. Grenzen des Lichtwechsels $11^m 5$ und $[17^m$ ph.

LITERATUR: *Innes*, Entdeckungsanzeige [UOC 20.152 (1914)]. — Bb. [UOC 31.244 (1915)]. — Elemente [UOC 37.302 (1917)]. — *Townley* u. a., Elemente [HA 79, 3 (1928)].

V 945 *Sagittarii* ($18^h 30^m 53^s - 27^\circ 47'.2$).

Dieser Stern wurde als veränderlich in den Grenzen $14^m 4$ und 17^m ph. von *Innes* entdeckt. Es gelten die Elemente: $t_{\max.} = J. T. 242 0355 + 230^d \cdot n$; Mirastern.

LITERATUR: *Innes*, Entdeckungsanzeige [UOC 20.152 (1914)]. — Bb. [UOC 31.244 (1915)]. — Elemente [UOC 37.302 (1917)]. — *Townley* u. a., Elemente [HA 79, 3 (1928)].

V 946 *Sagittarii* ($18^h 31^m 35^s - 36^\circ 39'.7$).

Der von *Innes* entdeckte Mirastern befolgt die Elemente: $t_{\max.} = J. T. 242 1123 + 200^d \cdot n$. Grenzen des Lichtwechsels 13^m und 17^m ph.

LITERATUR: *Innes*, Entdeckungsanzeige [UOC 20.152 (1914)]. — Bb. [UOC 31.244 (1915)]. — Elemente [UOC 37.302 (1917)]. — *Townley* u. a., Elemente [HA 79, 3 (1928)].

V 947 *Sagittarii* ($18^h 31^m 44^s - 30^\circ 3'.5$).

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

Von *Innes* als veränderlich entdeckt, von *Ponsen* unabhängig gefunden. Letzterer ändert die von *Innes* und *Townley* u. a. gegebenen Elemente ab in: $t_{\max.} = J. T. 243 4212 + 144^d \cdot n$. Grenzen des Lichtwechsels $11^m 5$ und $16^m 5$ ph.