

V 1287 *Sagittarii* ( $18^{\text{h}} 13^{\text{m}} 49^{\text{s}} - 27^{\circ} 4'7$ ).

Umgebungskarte, Vergleichsternhelligkeiten und Bild der Lichtkurve von Oosterhoff und Horikx (Leiden Ann 20, 13, 1954).

Von Woods als veränderlich entdeckt und von Oosterhoff und Horikx unabhängig gefunden. Letztere geben die Elemente:  $t_{\text{max.}} = \text{J.T. } 242\ 8077.361 + 0^{\text{d}}570\ 788 \cdot n$ . RR Lyrae-Stern, Unterklasse a. Grenzen des Lichtwechsels  $13^{\text{m}}6$  und  $14^{\text{m}}5$  ph. Hoffleit vermutet dagegen Bedeckungslichtwechsel.

LITERATUR: Woods, Entdeckungsanzeige [HB 838 (1926)]. — Oosterhoff und Horikx, Entdeckungsanzeige. Max. Elemente. Art. Lichtkurve [Leiden Ann 20, 13 (1954)]. — Hoffleit, Min. Art [AJ 63.80 (1958)].

V 1288 *Sagittarii* ( $18^{\text{h}} 14^{\text{m}} 6^{\text{s}} - 27^{\circ} 49'$ ).

Umgebungskarte, Vergleichsternhelligkeiten und Bild der Lichtkurve von Fokker (Leiden Ann 20, 9, 1951).

Für den von Fokker entdeckten Veränderlichen gelten die Elemente:  $t_{\text{max.}} = \text{J.T. } 242\ 8077.371 + 0^{\text{d}}520\ 510 \cdot n$ . RR Lyrae-Stern, Unterklasse a. Die Helligkeitsgrenzen liegen bei  $12^{\text{m}}6$  und  $14^{\text{m}}0$  ph.

LITERATUR: Fokker, Entdeckungsanzeige. Elemente. Art. Lichtkurve [Leiden Ann 20, 9 (1951)].

V 1289 *Sagittarii* ( $18^{\text{h}} 14^{\text{m}} 36^{\text{s}} - 31^{\circ} 11'7$ ).

Umgebungskarte von Mayall (HB 920.32, 1951).

Dieser Mirastern wurde von Luyten entdeckt. Grenzen des Lichtwechsels  $13^{\text{m}}0$  und  $15^{\text{m}}5$  ph. Spektrum nach Mayall Me.

LITERATUR: Luyten, Entdeckungsanzeige. Art [AN 250.264 (1933); Minneap Publ 2, 6 (1938)]. — Mayall, Sp. [HB 920.32 (1951)]. — Bidelman, Sp. [ApJ Suppl 1.204 (1954)].

V 1290 *Sagittarii* ( $18^{\text{h}} 15^{\text{m}} 5^{\text{s}} - 32^{\circ} 40'8$ ).

Umgebungskarte, Vergleichsternhelligkeiten und Bild der Lichtkurve von Oosterhoff und Horikx (Leiden Ann 20, 13, 1954).

Oosterhoff und Horikx leiten für den von ihnen entdeckten Veränderlichen die Elemente ab:  $t_{\text{max.}} = \text{J.T. } 242\ 8455.4 + 27^{\text{d}}973 \cdot n$ .  $\delta$  Cephei-Lichtwechsel in den Grenzen  $12^{\text{m}}9$  und  $14^{\text{m}}6$  ph. W Virginis-Stern.

LITERATUR: Oosterhoff und Horikx, Entdeckungsanzeige. Max. Elemente. Art. Lichtkurve [Leiden Ann 20, 13 (1954)]. — Petit, Population II [Asiago Contr 95.61 (1958)].

V 1291 *Sagittarii* ( $18^{\text{h}} 15^{\text{m}} 18^{\text{s}} - 31^{\circ} 42'$ ).

Umgebungskarte, Vergleichsternhelligkeiten und Bild der Lichtkurve von Fokker (Leiden Ann 20, 9, 1951).

Die Elemente des von Fokker entdeckten Veränderlichen lauten:  $t_{\text{max.}} = \text{J.T. } 242\ 7983.624 + 0^{\text{d}}470\ 26 \cdot n$ . RR Lyrae-Lichtwechsel, Unterklasse a; Helligkeitsgrenzen  $14^{\text{m}}6$  und  $16^{\text{m}}0$  ph.

LITERATUR: Fokker, Entdeckungsanzeige. Elemente. Art. Lichtkurve [Leiden Ann 20, 9 (1951)].

V 1292 *Sagittarii* ( $18^{\text{h}} 15^{\text{m}} 32^{\text{s}} - 34^{\circ} 41'0$ ).

Umgebungskarte, Vergleichsternhelligkeiten und Bild der Lichtkurve von Oosterhoff und Horikx (Leiden Ann 20, 13, 1954).

Als veränderlich zwischen  $14^{\text{m}}0$  und  $14^{\text{m}}7$  ph. von Oosterhoff und Horikx entdeckt. RR Lyrae-Stern mit den Elementen:  $t_{\text{max.}} = \text{J.T. } 242\ 8476.265 + 0^{\text{d}}583\ 5033 \cdot n$ . Der Stern gehört zu der Unterklasse a.

LITERATUR: Oosterhoff und Horikx, Entdeckungsanzeige. Max. Elemente. Art. Lichtkurve [Leiden Ann 20, 13 (1954)].