

V 1281 Sagittarii ($18^{\text{h}} 5^{\text{m}} 10^{\text{s}} - 27^{\circ} 59'7''$).

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

Für den von Oosterhoff und Horikx entdeckten δ Cephei-Stern gelten die Elemente: $t_{\text{max.}} = \text{J.T. } 242\,8349.8 + 50^{\text{d}}.66 \cdot n$. Helligkeitsgrenzen $13^{\text{m}}.9$ und $14^{\text{m}}.9$ 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 1282 Sagittarii ($18^{\text{h}} 6^{\text{m}} 57^{\text{s}} - 34^{\circ} 30'2''$).

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

Bei dem von Fokker entdeckten Veränderlichen liegt Bedeckungslichtwechsel in den Grenzen $13^{\text{m}}.0$ und $15^{\text{m}}.1$ ph. vor. Die Elemente lauten: $t_{\text{min.}} = \text{J.T. } 242\,7651.297 + 1^{\text{d}}.754\,574 \cdot n$. Die Dauer der Bedeckung beträgt $0^{\text{d}}.19$.

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

V 1283 Sagittarii ($18^{\text{h}} 7^{\text{m}} 24^{\text{s}} - 29^{\circ} 33'$).

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

Die Elemente des von Fokker entdeckten Veränderlichen lauten: $t_{\text{max.}} = \text{J.T. } 242\,7987.649 + 0^{\text{d}}.633\,70 \cdot n$. RR Lyrae-Stern, Unterklasse a. Grenzen des Lichtwechsels $13^{\text{m}}.9$ und $15^{\text{m}}.5$ ph.

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

V 1284 Sagittarii ($18^{\text{h}} 7^{\text{m}} 35^{\text{s}} - 36^{\circ} 3'3''$).

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

Von Oosterhoff und Horikx als veränderlich zwischen $12^{\text{m}}.8$ und $14^{\text{m}}.0$ ph. entdeckt. RV Tauri-Stern mit den Elementen: $t_{\text{min.}} = \text{J.T. } 242\,8387 + 79^{\text{d}}.93 \cdot n$. Min. II = $13^{\text{m}}.2$ ph.

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

V 1285 Sagittarii = V 703 Sagittarii.

V 1285 Sgr ist identisch mit V 703 Sgr, der in der 35. BL [AN 263.339 (1937)] benannt wurde. Es wird daher die Bezeichnung V 1285 Sgr [51. BL (1955) in der 7. Erg. zum AVK 1948] gestrichen.

(Es sei darauf hingewiesen, daß der Stern in der ersten Entdeckungsanzeige [HA 90.225 (1935)] als RR Lyrae-Stern mit den Elementen: $t_{\text{max.}} = \text{J.T. } 242\,6123.530 + 0^{\text{d}}.570\,79 \cdot n$ angekündigt wurde, während er in der zweiten Entdeckungsanzeige [Leiden Ann 20.345 (1954)] von Oosterhoff und Horikx als W Ursae Maioris-Stern mit der Periode $0^{\text{d}}.833\,719$ aufgeführt wird.)

V 1286 Sagittarii ($18^{\text{h}} 11^{\text{m}} 12^{\text{s}} - 32^{\circ} 2'$).

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

Entdeckt als veränderlich zwischen $13^{\text{m}}.8$ und $15^{\text{m}}.5$ ph. von Fokker. RR Lyrae-Stern mit den Elementen: $t_{\text{max.}} = \text{J.T. } 242\,7983.353 + 0^{\text{d}}.448\,6426 \cdot n$. Der Stern gehört der Unterklasse a an.

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