

**V 1205 Sagittarii** ( $18^{\text{h}} 33^{\text{m}} 19^{\text{s}} - 32^{\circ} 50'.6$ ).

Umgebungskarte, Vergleichsternhelligkeiten und Bild der Lichtkurve von Oosterhoff und Horikx (Leiden Ann 20, 11, 1952).

Für den von Bakoš entdeckten Veränderlichen gelten nach Oosterhoff und Horikx die Elemente:  $t_{\text{max.}} = \text{J.T. } 242\,8448.328 + 0^{\text{d}}659\,820 \cdot n$ . RR Lyrae-Stern, Unterklasse a. Grenzhelligkeiten  $15^{\text{m}}2$  und  $15^{\text{m}}9$  ph.

LITERATUR: Bakoš, Entdeckungsanzeige [Leiden Ann 20, 11 (1952)]. — Oosterhoff und Horikx, Bb. Max. Elemente. Art [Leiden Ann 20, 11 (1952)].

**V 1206 Sagittarii** ( $18^{\text{h}} 33^{\text{m}} 59^{\text{s}} - 34^{\circ} 31'.4$ ).

Umgebungskarte, Vergleichsternhelligkeiten und Bild der Lichtkurve von Oosterhoff und Horikx (Leiden Ann 20, 11, 1952).

Bei dem von Bakoš entdeckten Veränderlichen handelt es sich um einen RR Lyrae-Stern, Unterklasse a. Nach Oosterhoff und Horikx gelten die Elemente:  $t_{\text{max.}} = \text{J.T. } 242\,8341.403 + 0^{\text{d}}678\,2167 \cdot n$ . Grenzhelligkeiten  $14^{\text{m}}7$  und  $15^{\text{m}}4$  ph.

LITERATUR: Bakoš, Entdeckungsanzeige [Leiden Ann 20, 11 (1952)]. — Oosterhoff und Horikx, Bb. Max. Elemente. Art [Leiden Ann 20, 11 (1952)].

**V 1207 Sagittarii** ( $18^{\text{h}} 34^{\text{m}} 12^{\text{s}} - 33^{\circ} 10'.0$ ).

Umgebungskarte, Vergleichsternhelligkeiten und Bild der Lichtkurve von Oosterhoff und Horikx (Leiden Ann 20, 11, 1952).

Von Bakoš als veränderlich entdeckt. Nach Oosterhoff und Horikx RR Lyrae-Stern, Unterklasse a, mit den Elementen:  $t_{\text{max.}} = \text{J.T. } 242\,8341.402 + 0^{\text{d}}520\,4979 \cdot n$ . Grenzen des Lichtwechsels  $14^{\text{m}}6$  und  $15^{\text{m}}7$  ph.

LITERATUR: Bakoš, Entdeckungsanzeige [Leiden Ann 20, 11 (1952)]. — Oosterhoff und Horikx, Bb. Max. Elemente. Art [Leiden Ann 20, 11 (1952)].

**V 1208 Sagittarii** ( $18^{\text{h}} 34^{\text{m}} 38^{\text{s}} - 29^{\circ} 40'.9$ ).

Umgebungskarte, Vergleichsternhelligkeiten und Bild der Lichtkurve von Oosterhoff und Horikx (Leiden Ann 20, 11, 1952).

Die Elemente des von Bakoš entdeckten Veränderlichen lauten nach Oosterhoff und Horikx:  $t_{\text{max.}} = \text{J.T. } 242\,7982.424 + 0^{\text{d}}531\,725 \cdot n$ . RR Lyrae-Stern, Unterklasse a. Grenzen des Lichtwechsels  $14^{\text{m}}5$  und  $15^{\text{m}}4$  ph.

LITERATUR: Bakoš, Entdeckungsanzeige [Leiden Ann 20, 11 (1952)]. — Oosterhoff und Horikx, Bb. Max. Elemente. Art [Leiden Ann 20, 11 (1952)].

**V 1209 Sagittarii** ( $18^{\text{h}} 37^{\text{m}} 47^{\text{s}} - 35^{\circ} 10'.7$ ).

Umgebungskarte, Vergleichsternhelligkeiten und Bild der Lichtkurve von Oosterhoff und Horikx (Leiden Ann 20, 11, 1952).

Oosterhoff und Horikx leiten für den von Bakoš entdeckten Veränderlichen die Elemente ab:  $t_{\text{max.}} = \text{J.T. } 242\,8341.369 + 0^{\text{d}}494\,798 \cdot n$ . RR Lyrae-Stern, Unterklasse a. Die Helligkeitsgrenzen liegen bei  $13^{\text{m}}7$  und  $15^{\text{m}}3$  ph. Die Maximalhelligkeit ist veränderlich.

LITERATUR: Bakoš, Entdeckungsanzeige [Leiden Ann 20, 11 (1952)]. — Oosterhoff und Horikx, Bb. Max. Elemente. Art [Leiden Ann 20, 11 (1952)].

**V 1210 Sagittarii** ( $18^{\text{h}} 38^{\text{m}} 41^{\text{s}} - 33^{\circ} 39'.6$ ).

Umgebungskarte, Vergleichsternhelligkeiten und Bild der Lichtkurve von Oosterhoff und Horikx (Leiden Ann 20, 11, 1952).