

V 1538 **Sagittarii** ( $17^{\text{h}} 58^{\text{m}} 16^{\text{s}} - 30^{\circ} 17'5$ ).

Bild der Lichtkurve von S. G a p o s c h k i n (VS 10.337, 1955).

S. G a p o s c h k i n leitet für den von B a a d e entdeckten Veränderlichen die Elemente ab:  
 $t_{\text{max.}} = \text{J.T. } 243\ 2413.731 + 0^{\text{d}}395\ 32 \cdot n$ . RR Lyrae-Stern, Unterklasse a. Grenzen des Lichtwechsels  $16^{\text{m}}6$  und  $17^{\text{m}}5$  ph.

LITERATUR: Baade, Entdeckungsanzeige [VS 10.337 (1955)]. — S. Gaposchkin, Max. Elemente. Art. Lichtkurve. FI. [VS 10.337 (1955)].

V 1539 **Sagittarii** ( $17^{\text{h}} 58^{\text{m}} 17^{\text{s}} - 30^{\circ} 5'5$ ).

Bild der Lichtkurve von S. G a p o s c h k i n (VS 10.337, 1955).

Als veränderlich von B a a d e entdeckt. Nach S. G a p o s c h k i n gelten die Elemente:  $t_{\text{max.}} = \text{J.T. } 243\ 3126.0 + 63^{\text{d}}4 \cdot n$ . Halbperiodischer Lichtwechsel in den Grenzen  $18^{\text{m}}9$  und  $19^{\text{m}}3$  ph.

LITERATUR: Baade, Entdeckungsanzeige [VS 10.337 (1955)]. — S. Gaposchkin, Min. Elemente. Art. FI. [VS 10.337 (1955)].

V 1540 **Sagittarii** ( $17^{\text{h}} 58^{\text{m}} 18^{\text{s}} - 29^{\circ} 51'3$ ).

Bei dem von B a a d e entdeckten Veränderlichen liegt nach S. G a p o s c h k i n langperiodischer Lichtwechsel zwischen  $17^{\text{m}}5$  und  $[19^{\text{m}}2$  ph. vor. Die Elemente lauten:  $t_{\text{max.}} = \text{J.T. } 243\ 3087 + 397^{\text{d}}5 \cdot n$ .

LITERATUR: Baade, Entdeckungsanzeige [VS 10.337 (1955)]. — S. Gaposchkin, Max. Elemente. Art. FI. [VS 10.337 (1955)].

V 1541 **Sagittarii** ( $17^{\text{h}} 58^{\text{m}} 20^{\text{s}} - 29^{\circ} 57'0$ ).

Bild der Lichtkurve von S. G a p o s c h k i n (VS 10.358, 1955).

Für den von B a a d e entdeckten Veränderlichen gelten nach S. G a p o s c h k i n die Elemente:  
 $t_{\text{min.}} = \text{J.T. } 243\ 2706.93 + 62^{\text{d}}305 \cdot n$ . RV Tauri-Lichtwechsel in den Helligkeitsgrenzen  $15^{\text{m}}9$  und  $16^{\text{m}}6$  ph.

LITERATUR: Baade, Entdeckungsanzeige [VS 10.337 (1955)]. — S. Gaposchkin, Min. Elemente. Art. FI. [VS 10.337 (1955)].

V 1542 **Sagittarii** ( $17^{\text{h}} 58^{\text{m}} 20^{\text{s}} - 29^{\circ} 57'1$ ).

Nach S. G a p o s c h k i n liegt bei dem von B a a d e entdeckten Veränderlichen langperiodischer Lichtwechsel in den Grenzen  $17^{\text{m}}9$  und  $[18^{\text{m}}9$  ph. vor. Die Elemente lauten:  $t_{\text{max.}} = \text{J.T. } 243\ 2780 + 325^{\text{d}}0 \cdot n$ .

LITERATUR: Baade, Entdeckungsanzeige [VS 10.337 (1955)]. — S. Gaposchkin, Max. Elemente. Art. FI. [VS 10.337 (1955)].

V 1543 **Sagittarii** ( $17^{\text{h}} 58^{\text{m}} 20^{\text{s}} - 29^{\circ} 59'6$ ).

Entdeckt als veränderlich von B a a d e. Nach S. G a p o s c h k i n Mirastern mit den Elementen:  $t_{\text{max.}} = \text{J.T. } 243\ 1673 + 211^{\text{d}}0 \cdot n$ . Grenzen des Lichtwechsels  $15^{\text{m}}6$  und  $[18^{\text{m}}6$  ph.

LITERATUR: Baade, Entdeckungsanzeige [VS 10.337 (1955)]. — S. Gaposchkin, Max. Elemente. Art. FI. [VS 10.337 (1955)].

V 1544 **Sagittarii** ( $17^{\text{h}} 58^{\text{m}} 20^{\text{s}} - 30^{\circ} 0'7$ ).

Bild der Lichtkurve von S. G a p o s c h k i n (VS 10.337, 1955).

Von B a a d e als veränderlich entdeckt. S. G a p o s c h k i n gibt für diesen Bedeckungsstern die Elemente:  $t_{\text{min.}} = \text{J.T. } 243\ 2413.730 + 2^{\text{d}}5252 \cdot n$ . Grenzhelligkeiten  $17^{\text{m}}7$  und  $18^{\text{m}}1$  ph. Die Dauer der Bedeckung beträgt  $0^{\text{d}}28$ .