

V 1439 Sagittarii ($17^{\text{h}} 57^{\text{m}} 9^{\text{s}} - 30^{\circ} 17'6$).

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. S. G a p o s c h k i n leitet für diesen RR Lyrae-Stern die Elemente ab: $t_{\text{max.}} = \text{J.T. } 243\ 2415.699 + 0^{\text{d}}258\ 77 \cdot n$. Grenzen des Lichtwechsels $16^{\text{m}}5$ und $17^{\text{m}}4$ ph.

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

V 1440 Sagittarii ($17^{\text{h}} 57^{\text{m}} 10^{\text{s}} - 30^{\circ} 14'6$).Bei dem von B a a d e entdeckten Veränderlichen liegt nach S. G a p o s c h k i n vermutlich Bedeckungslichtwechsel in den Grenzen $17^{\text{m}}80$ und $18^{\text{m}}17$ ph. vor. Genäherte Elemente: $t_{\text{min.}} = \text{J.T. } 243\ 1709.675 + 3^{\text{d}}7 \cdot n$.

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

V 1441 Sagittarii ($17^{\text{h}} 57^{\text{m}} 11^{\text{s}} - 30^{\circ} 6'6$).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: $t_{\text{max.}} = \text{J.T. } 243\ 2390 + 103^{\text{d}}0 \cdot n$. Halbperiodischer Lichtwechsel in den Helligkeitsgrenzen $18^{\text{m}}2$ und $19^{\text{m}}0$ ph.

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

V 1442 Sagittarii ($17^{\text{h}} 57^{\text{m}} 12^{\text{s}} - 29^{\circ} 53'8$).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: $t_{\text{max.}} = \text{J.T. } 243\ 2350 + 240^{\text{d}}0 \cdot n$. Miralichtwechsel zwischen $17^{\text{m}}1$ und $[19^{\text{m}}7$ ph.

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

V 1443 Sagittarii ($17^{\text{h}} 57^{\text{m}} 12^{\text{s}} - 29^{\circ} 55'5$).

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 Bedeckungsveränderlichen die Elemente: $t_{\text{min.}} = \text{J.T. } 243\ 2739.867 + 0^{\text{d}}5845 \cdot n$. Helligkeitsgrenzen $18^{\text{m}}5$ und $19^{\text{m}}0$ ph. Min. II = $18^{\text{m}}6$ ph. Die Dauer der Bedeckung beträgt $0^{\text{d}}1$.

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

V 1444 Sagittarii ($17^{\text{h}} 57^{\text{m}} 12^{\text{s}} - 30^{\circ} 10'7$).

Bild der Lichtkurve von B a a d e (VS 10.337, 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: $t_{\text{max.}} = \text{J.T. } 243\ 2740.786 + 0^{\text{d}}264\ 96 \cdot n$. RR Lyrae-Stern. Grenzen des Lichtwechsels $17^{\text{m}}2$ und $17^{\text{m}}6$ ph.

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

V 1445 Sagittarii ($17^{\text{h}} 57^{\text{m}} 15^{\text{s}} - 30^{\circ} 9'1$).

Bild der Lichtkurve von S. G a p o s c h k i n (VS 10.337, 1955) und von A l e x a n d e r (Obs 80.110, 1960).