

V 1341 *Sagittarii* ($17^{\text{h}} 55^{\text{m}} 54^{\text{s}} - 30^{\circ} 9'4$).

Bild der Lichtkurve von S. G a p o s c h k i n (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:

$t_{\text{max.}} = \text{J.T. } 243\ 2740.793 + 0^{\text{d}}397\ 40 \cdot n$. RR Lyrae-Stern, Unterklasse a. Grenzen des Lichtwechsels $18^{\text{m}}0$ und $19^{\text{m}}0$ ph.

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

V 1342 *Sagittarii* ($17^{\text{h}} 55^{\text{m}} 55^{\text{s}} - 29^{\circ} 56'8$).

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

Die Elemente des von B a a d e entdeckten Veränderlichen lauten nach S. G a p o s c h k i n:

$t_{\text{max.}} = \text{J.T. } 243\ 2063.708 + 0^{\text{d}}331\ 40 \cdot n$. RR Lyrae-Stern, Unterklasse a. Helligkeitsgrenzen $18^{\text{m}}4$ und $19^{\text{m}}5$ ph.

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

V 1343 *Sagittarii* ($17^{\text{h}} 55^{\text{m}} 55^{\text{s}} - 30^{\circ} 6'0$).

Als veränderlich von B a a d e entdeckt. S. G a p o s c h k i n leitet die Elemente ab: $t_{\text{max.}} = \text{J.T. } 243\ 2825.0 + 62^{\text{d}}0 \cdot n$. Halbperiodischer Lichtwechsel in den Grenzen $18^{\text{m}}3$ und $18^{\text{m}}6$ ph.

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

V 1344 *Sagittarii* ($17^{\text{h}} 55^{\text{m}} 56^{\text{s}} - 30^{\circ} 5'7$).

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 $17^{\text{m}}6$ und $[19^{\text{m}}2$ ph. vor. Die Elemente lauten: $t_{\text{max.}} = \text{J.T. } 243\ 2439 + 115^{\text{d}}0 \cdot n$.

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

V 1345 *Sagittarii* ($17^{\text{h}} 55^{\text{m}} 58^{\text{s}} - 29^{\circ} 53'5$).

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 gibt für den von B a a d e entdeckten Veränderlichen die Elemente: $t_{\text{max.}} = \text{J.T. } 243\ 2057.831 + 0^{\text{d}}312\ 02 \cdot n$. RR Lyrae-Stern, Unterklasse a. Grenzen des Lichtwechsels $17^{\text{m}}3$ und $19^{\text{m}}3$ ph.

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

V 1346 *Sagittarii* ($17^{\text{h}} 55^{\text{m}} 58^{\text{s}} - 30^{\circ} 0'4$).

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).

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:

$t_{\text{max.}} = \text{J.T. } 243\ 2035.701 + 0^{\text{d}}321\ 11 \cdot n$. RR Lyrae-Stern, Unterklasse a. Grenzhelligkeiten $17^{\text{m}}2$ und $18^{\text{m}}8$ ph.

LITERATUR: Baade, Entdeckungsanzeige [VS 10.337 (1955)]. — S. Gaposchkin, Max. Elemente. Art. Lichtkurve. FI. [VS 10.337 (1955)]. — Alexander, Perioden [Obs 80.110 (1960)].

V 1347 *Sagittarii* ($19^{\text{h}} 55^{\text{m}} 58^{\text{s}} - 30^{\circ} 10'1$).

Von B a a d e als veränderlich entdeckt. Nach S. G a p o s c h k i n lauten die Elemente: $t_{\text{max.}} = \text{J.T. } 243\ 2710.0 + 118^{\text{d}}0 \cdot n$. Halbperiodischer Lichtwechsel in den Grenzen $17^{\text{m}}0$ und $17^{\text{m}}4$ ph.