

Die Elemente des von *B a a d e* entdeckten Veränderlichen lauten nach *S. G a p o s c h k i n*:  
 $t_{\max.} = \text{J.T. } 243\ 2739.733 + 0^{\text{d}}.467\ 21 \cdot n$ . RR Lyrae-Stern, Unterklasse a. Helligkeitsgrenzen  $17^{\text{m}}.4$  und  $18^{\text{m}}.3$  ph.

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

**V 1361 Sagittarii** ( $17^{\text{h}}\ 56^{\text{m}}\ 12^{\text{s}} - 29^{\circ}\ 47'.5$ ).

*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:  
 $t_{\max.} = \text{J.T. } 243\ 2767.7 + 43^{\text{d}}.6 : n$ . Halbperiodischer Lichtwechsel zwischen  $18^{\text{m}}.8$  und  $19^{\text{m}}.7$  ph.

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

**V 1362 Sagittarii** ( $17^{\text{h}}\ 56^{\text{m}}\ 12^{\text{s}} - 30^{\circ}\ 11'.4$ ).

Bei dem von *B a a d e* entdeckten Veränderlichen liegt nach *S. G a p o s c h k i n* halbperiodischer Lichtwechsel in den Grenzen  $16^{\text{m}}.4$  und  $17^{\text{m}}.0$  ph. vor. Die Elemente lauten:  $t_{\max.} = \text{J.T. } 243\ 2740 + 90^{\text{d}}.0 \cdot n$ .

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

**V 1363 Sagittarii** ( $17^{\text{h}}\ 56^{\text{m}}\ 13^{\text{s}} - 29^{\circ}\ 47'.2$ ).

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:  
 $t_{\max.} = \text{J.T. } 243\ 2417.702 + 0^{\text{d}}.188\ 37 \cdot n$ . RR Lyrae-Stern, Unterklasse c. Grenzen des Lichtwechsels  $17^{\text{m}}.1$  und  $17^{\text{m}}.9$  ph.

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

**V 1364 Sagittarii** ( $17^{\text{h}}\ 56^{\text{m}}\ 13^{\text{s}} - 29^{\circ}\ 55'.4$ ).

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* langperiodischer Lichtwechsel zwischen  $18^{\text{m}}.0$  und  $19^{\text{m}}.2$  ph. Es gelten die Elemente:  $t_{\max.} = \text{J.T. } 243\ 2768 + 88^{\text{d}}.1 \cdot n$ .

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

**V 1365 Sagittarii** ( $17^{\text{h}}\ 56^{\text{m}}\ 13^{\text{s}} - 30^{\circ}\ 12'.1$ ).

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:  
 $t_{\max.} = \text{J.T. } 243\ 2417.655 + 0^{\text{d}}.372\ 23 \cdot n$ . RR Lyrae-Stern, Unterklasse a. Grenzen des Lichtwechsels  $17^{\text{m}}.0$  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 1366 Sagittarii** ( $17^{\text{h}}\ 56^{\text{m}}\ 13^{\text{s}} - 30^{\circ}\ 15'.4$ ).

Entdeckt als veränderlich von *B a a d e*. Nach *S. G a p o s c h k i n* halbperiodischer Lichtwechsel zwischen  $17^{\text{m}}.5$  und  $18^{\text{m}}.1$  ph. Die Elemente lauten:  $t_{\max.} = \text{J.T. } 243\ 2060 + 135^{\text{d}}.0 \cdot n$ .

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