at Bonn. It appears, however, from the two Bonn observations of 1852, that the star had already passed its maximum, and was decreasing on July 10, 1852. The date of maximum for $E = -48$ was March 13, 1855, according to these elements, or thirty-six days before the star was invisible at Bonn. An increase of half a day in the period gives the time of maximum as June 30, 1852, for $E = -52$, and Febr. 17, 1855, for $E = -48$. Both of these dates represent the Bonn observations better than those derived from the first formula.

222439. *S Lacertae*. The last published maximum of this star was that of Dec. 19, 1897. Fifteen observations,

Harvard College Observatory, 1904 May 30.

from Sept. 25, 1903, to Jan. 27, 1904, show that a maximum occurred on Oct. 24, 1903, photometric magnitude 8.2. This is fifty-five days later than the date given by the elements of the Provisional Catalogue, and thirty-six days later than that given by Chandler's revised elements in A. J. 24.7. New elements were therefore computed, using seven dates of maxima from 1894 to 1903. The resulting formula is $J. D. 2410003 + 237.5 E$, which represents the observations of the last ten years, with an average residual of ± 2 days. The next maximum, according to this formula, will occur on June 21, 1904.

Edward C. Pickering.

Zwei neue Veränderliche 139.1904 Sagittarii und 140.1904 Scuti.

Durch eine Vergleichung zweier Platten der Gegend um γ Scuti, wovon die eine am 2. Juli 1903, die andere am 21. Juni 1904 aufgenommen worden ist, habe ich zwei neue Veränderliche gefunden. Mit Anschluß an die Sterne

AWe. 14662 resp. Ya. 8113
AWe. 14690 resp. Ya. 8114

finde ich als mittlere Örter

	α (1900.0)	δ (1900.0)
$a = 139.1904$ Sagittarii	$18^h 40^m 2^s 49$	$-17^\circ 24' 14'' 3$
$b = 140.1904$ Scuti	$18 42 31.52$	$-12 14 22.5$

Auf den vorhandenen Aufnahmen habe ich ihre Größen folgendermaßen geschätzt.

	139.1904 Sagittarii	140.1904 Scuti
1894 Juni 25	—	11 ^m .7
» » 26	< 14 ^m .5	11.7
» » 27 und 28	< 14.5	11.8
1900 » 29, Juli 2, 6	—	< 14.5
1901 » 11	—	11.5
» » 19	< 13.5	—
» » 20	< 14.5	—
1903 Juli 2	?*)	11.6
1904 Juni 21	12.2	< 14.5

Die Daten betreffend den Stern a sind damit bis auf die letzte Aufnahme vollständig negativ. Er ist auf keiner Platte sichtbar gewesen. Zwei gleichzeitige Aufnahmen stellen aber sein Vorhandensein am 21. Juni 1904 außer Zweifel. Stern b erscheint dagegen meistens in der Helligkeit 11.7 Gr.

In den beistehenden Kartenskizzen habe ich die umliegenden Sterne mit dem Maßstab $10' = 12.5$ mm eingezeichnet. Die allerschwächsten Sterne dürften die Größe 14.5 besitzen.

In der Figur 1 ist: $a = 139.1904$ Sagittarii, 1 = BD. $-17^\circ 53' 10$, 2 = BD. $-17^\circ 53' 15$, 3 = BD. $-17^\circ 53' 08$, 5 = BD. $-17^\circ 53' 13$, 6 = BD. $-17^\circ 53' 16$;

und in der Figur 2: $b = 140.1904$ Scuti, 1 = BD. $-12^\circ 51' 68$, 2 = BD. $-12^\circ 51' 73$, 3 = BD. $-12^\circ 51' 66$, 4 = BD. $-12^\circ 51' 69$, 5 = BD. $-12^\circ 51' 71$, 8 = BD. $-12^\circ 51' 67$.

Gr. Astrophys. Observatorium Königstuhl-Heidelberg, 1904 Juni 30.

R. S. Dugan.

*) Vielleicht eine Spur, 14.3 Gr.