weder der Tag noch die Nachmittagstunde des Ereignisses feststellen. Die sofort mit der ganzen Schule vorgenommene Nachforschung auf dem Voskamp förderte aber, in zwei Bruchstücken, einen Stein zu Tage, den der genannte Schüler als den richtigen wieder zu erkennen erklärte.

Es ist ein, an eine Hochofenschlacke erinnerndes, in zwei Hälften gespaltenes Stück von schwärzlicher Farbe. Die

Bruchfläche spiegelt matt, die Oberflächen der elliptisch gerundeten Warzenaufsätze stärker. Die äußersten Abmessungen betragen $5 \times 6 \times 10$ cm, das Gewicht 320 g, das spezifische Gewicht 2.6.

Für genauere Untersuchung habe ich es in Verwahrung genommen.

Schnelsen, 1921 Mai 5.

W. Krebs.

Remark on Dr. E. Bernewitz's article »Über die Dichten der Doppelsterne« in AN 5089.

In No. 5089 Herr E. Bernewitz suggests (col. 10) that the spectrum of the companion of Sirius as determined by Adams might in reality be the spectrum of the background lighted by Sirius.

In a paper on the Masses of Visual Double Stars published in the S. A. Journal of Science for June 1916 and written before I knew of Adams's determination, I wrote:

»There is no contrast of colour as seen in the telescope; indeed, the hue is so similar that it is often difficult to distinguish the companion from pieces of the diffraction rings which surround Sirius or from ghost images of Sirius

Johannesburg, 1921 April 11.

formed by reflections within the eyepiece. It may therefore fairly be assumed that the companion has a similar type of spectrum. But mass for mass, it only shines as a star of the 9th magnitude against the Sun's 2.03 magnitude at equal distance — a loss of no less than seven magnitudes, or in other words, its light emission is only $1/631$ that of the Sun. One is forced to accept the difficult conclusion that the light of the companion of Sirius is in some way affected by Sirius itself. Otherwise we should expect to find some other stars of about the 9th magnitude with similar gravitative power, but there are certainly none whatever known.«

R. T. A. Innes.

The Local Cluster.

In his historical note on Das Sternsystem unserer Sonne (AN 5059), Father Hagen implies that I have ignored earlier references to the local cluster and therefore have not given the credit due Sir John Herschel and B. A. Gould. In the article quoted by Father Hagen I refer directly to my earlier work on the subject. Particular reference is made to Mount Wilson Contribution, No. 157 (April 1918)¹⁾, where, on page 23 (in the first mention of the fact that a local system surrounding the sun is distinct from the general galactic system) it is pointed out that Gould's belt of bright stars, as revised by Newcomb, is nearly coincident with the Secondary Galaxy; and on page 26 the following statement appears:

»Among earlier deductions and speculations relating to this subject we note that Gould, 40 years ago, thought his »Belt« of bright stars (inclination 20°, longitude of node 90°) represented a local cluster of possibly 400 members.«

The earlier observations and speculations of Herschel and Gould are also mentioned in a paper published by me

in Scientia, 27.191, 1920, this paper appearing, however, just after the date of Father Hagen's note.

The Herschel-Gould Belt of Bright Stars is fully treated in the popular texts of Newcomb, Newcomb-Engelmann, and Miss Clerke.

Mount Wilson Observatory, 1920 Sept. H. Shapley.

¹⁾ Also published in Astrophysical Journal, September, 1919.

Zusatz: Herr Dr. Shapley hat mir diese Note mit der freundlichen Bitte zugesandt, meine Literaturangabe zum »Sternsystem unserer Sonne« nach seinen Bemerkungen zu ergänzen. Da die geschichtliche Behandlung bei jeder Untersuchung ihren Wert hat, so hielt ich Shapleys eigene Ausführungen für wichtig genug, um sie an die A.N. zu schicken. Es kann der Wissenschaft nur förderlich sein, daß jetzt die ältere und neuere Literatur über den Herschel-Gouldschen Stern Gürtel von neuem in Erinnerung gebracht ist.

J. G. Hagen, S. J.

Bewegter Stern. Bei einer Beobachtung von 39 Laetitia fand ich, daß der Stern Nic 3625 eine starke EB. habe. Ich leitete dieselbe aus Bond Z 104, 106 Kam, 3931, MaP 3090 und der AG-Position zu $-0^{\circ}01'68'' - 0^{\circ}48'3''$ ab.

W. Luther.

Komet 1917a (Mellish). Es wird gebeten, etwa noch vorhandene nicht veröffentlichte Beobachtungen des Kometen 1917a (Mellish) Herrn Sten Asklöf, Observatorium Upsala, für eine definitive Bearbeitung der Bahn übermitteln zu wollen.

Personalnotiz. Bis auf weiteres bitte ich alle für mich bestimmten Sendungen so zu adressieren:
Professor Dr. J. Hartmann, Observatorio Astronómico Nacional, La Plata, Argentinien.

Inhalt zu Nr. 5102. F. Kaiser. Eine sphärische Interpolationsmethode für photographische Himmelsaufnahmen. 217. — E. W. Albrecht. Stern-
distanzmethode zur gleichzeitigen Bestimmung der geographischen Breite und Länge eines Punktes, sowie des Azimuts
einer Ortsrichtung. 219. — L. Courvoisier. Neuer Beitrag zur Frage der täglichen Polhöhen-schwankung. 223. — H. Vogt.
Helligkeitsmessungen veränderlicher Sterne und der Nova Aquilae 3 (1918). 229. — W. Krebs. Meteorfall im südlichen
Holstein. 229. — R. T. A. Innes. Remark on Dr. E. Bernewitz's article »Über die Dichten der Doppelsterne« in AN 5089.
231. — H. Shapley. The Local Cluster. 231. — J. G. Hagen, S. J. Zusatz hierzu. 231. — W. Luther. Bewegter Stern.
231. — Komet 1917a (Mellish). 231. — Personalnotiz. 231.