Phénomènes subjectifs sur Mars.

Dans le No. 4358 des A. N., j'ai attiré l'attention sur le caractère illusoire de la bande sombre que l'on voit autour des calottes polaires neigeuses de Mars. Or, dans le No. 4363, M. R. Jonckheere a cru devoir contester cette subjectivité, en disant que cette bande est »très irrégulière« et que l'empiètement photographique des neiges la masque entièrement.

Ces objections ne sont pas admissibles, (1) parce que les irrégularités en question ne sont pas dues à la bande elle-même, mais bien à un très petit nombre de taches grisâtres réelles, voisines du pôle, et que la bande laisse isolées en se retirant avec les neiges; et (2) parce que, dans les observations visuelles, cette bande commence par être visible à une distance bien supérieure à la largeur de l'empiètement photographique, sous l'aspect d'un assombrissement graduel

des régions circumpolaires, dont la photographie ne montre aucune trace.

Il y a une autre objection sans réplique à l'opinion adoptée par M. R. Jonckheere: c'est que si la bande autour des neiges était réelle, elle devrait obéir aux lois de la perspective, et non à celles du contraste; elle devrait, par conséquent, avoir une largeur de deux à quatre fois plus considérable vers le grand axe de la calotte polaire que sur le prolongement du petit axe, ce qui n'a jamais été observé, la bande conservant, au contraire, sur la majorité des dessins, la même largeur sensiblement sur tout son parcours.

Il s'agit donc là manifestement d'un phénomène qui, nié par la photographie et défiant la perspective, est aussi subjectif que les lignes droites que M. R. Jonckheere dessine près du bord de Mars, malgré l'incontestable sphéricité de la planète.

Paris, 1909 Nov. 29.

E. M. Antoniadi.

Une nouvelle planète 1909 JD.

Sur un cliché du 19 octobre 1909, obtenu par MM. A. Boinot et Maneng, M. Boinot a remarqué la présence d'une petite planète qui est aussi sur un cliché du 23.

M. Maneng a déterminé les éléments de ces clichés et a déduit les positions suivantes:

1909	T. m. Paris	α 1900.0	δ 1900.0
Oct. 19	10 ^h 52 ^m 28 ^s	23 ^h 56 ^m 44 ^s .11	+18° 58' 9".9
23	10 47 43	23 53 59.14	+18 51 46.6

La planète paraissait être de 11^e grandeur.

Observatoire de Paris, le 6 décembre 1909.

B. Baillaud.

Beobachtungen des Kometen 1909 e (Daniel).

Am 15-Zöller der Sternwarte Uccle von Ing. G. Van Biesbroeck.

1909 Dez. 8 9^h 7^m 24^s Uccle $\alpha = +0^m 57^s 63$ $\delta = +3' 45'' 3$ Vergl. 40.8 α app. = 6^h 16^m 54^s 42 (9.598) δ app. = +35° 19' 48".1 (0.596) Red. ad loc. app. = +4.06 +0.5. Vergleichstern 1909.0: 6^h 15^m 52^s 73 +35° 16' 2".3 AG Lu 3250. Der Komet ist leicht im 8 cm Sucher zu sehen. Gesamthelligkeit 9^m.5. Kern 12^m von etwa 12" Durchmesser. Nebelhülle etwa 3' im Durchmesser. Das Aussehen ist dem des Halleyschen Kometen sehr ähnlich.

Telegramme an die Zentralstelle.

Dez.		α app. =	δ app. =	
7	16 ^h 2 ^m 7 Princeton	6 ^h 16 ^m 44 ^s 0	+34° 55' 15"	Daniel.
8	9 14.7 Northampton	6 16 57.6	+35 30 53	Smith College Observatory.
9	8 10.5 Nizza	6 17 9.8	+36 7 23	Simonin.
9	10 4.3 Uccle	6 17 10.13	+36 11 41	Van Biesbroeck. Lecoq.
9	11 29.2 Algier	6 17 11.13	+36 14 58	Gr. 10 ^m .5. Rambaud. Gonnessiat.
9	9 48.3 Princeton	6 17 13.7	+36 22 12	Daniel.
9	16 48.0 Arcetri	6 17 12.87	+36 24 41	Gr. 11 ^m .5. A. Abetti.

Halleyscher Komet (1909 c). Beobachtung am Osservatorio dell Collegio Romano von Prof. E. Millosevich: 1909 Dic. 4 9^h 56^m 0^s Roma Collegio Rom. $\alpha = -2^m 45^s 29$ (10) $\delta = +1' 9'' 3$ α app. = 4^h 14^m 6^s 51 (9.170) δ app. = +15° 35' 32".6 (0.598) Red. ad l. app. +3.39 +11.5 Stella di confr. AG Berl A 1148 1909.0 $\alpha = 4^h 16^m 48^s 41$ $\delta = +15° 34' 11''.8$. Nucleo di 10^m.5 cioè molto più lucente che non si prevedesse tanto coll'ipotesi di 1:r²A² quanto coll'ipotesi di 1:r⁴A² applicata allo splendore. Testa di 42" nebulosa, simmetrica e debole.

Prof. A. A. Nijland teilt folgende weitere Helligkeitsschätzungen mit: 1909 Dez. 3 8^h 6 M. Z. Utrecht Gr. = 11^m.3, 1909 Dez. 5 8^h 2 M. Z. Utrecht Gr. = 11^m.0. Komet im Sucher (Öffnung 73 mm) deutlich sichtbar.

Herr v. Buttlar schätzte den Kometen Dez. 4 in seinem 3 1/2-zöll. Reinfeldler = 11^m.5 und beschreibt ihn als Nebelmasse von etwa 45" Durchmesser.

(418) Alemannia. Correzione all'effemeride (V. R. I. 37): 1909 Dic. 7 -5^m 4^s -9.4 Gr. 12^m.2. E. Millosevich.