

» Le siège du virus rabique n'est donc pas dans la salive seule. Le cerveau le contient et on l'y trouve revêtu d'une virulence au moins égale à celle qu'il possède dans la salive des enragés.

» Une des plus grandes difficultés des recherches sur la rage consiste, d'une part, dans l'incertitude du développement du mal à la suite des inoculations ou des morsures, et d'autre part dans la durée de l'incubation, c'est-à-dire dans le temps qui s'écoule entre l'introduction du virus et l'apparition des symptômes rabiques. C'est un supplice pour l'expérimentateur d'être condamné à attendre, pendant des mois entiers, le résultat d'une expérience, quand le sujet en comporte de très nombreuses. On apprendra donc, je l'espère, avec un vif intérêt, que nous sommes arrivés à diminuer considérablement la durée d'incubation de la rage et à la communiquer à coup sûr.

» On arrive à ce double résultat par l'inoculation directe à la surface du cerveau, en ayant recours à la trépanation et en se servant comme matière inoculante de la substance cérébrale d'un chien enragé, prélevée et inoculée à l'état de pureté.

» Chez un chien inoculé dans ces conditions, les premiers symptômes de la rage apparaissent dans l'intervalle d'une semaine ou deux et la mort en moins de trois semaines. J'ajoute qu'aucune des inoculations ainsi faites n'a échoué. Autant de trépanations et d'inoculations sur le cerveau, autant de cas de rage confirmée et rapidement développée. Étant donné le caractère de la méthode, on peut espérer qu'il en sera toujours ainsi. D'ailleurs la rage a été, tantôt la rage mue, tantôt la rage furieuse, c'est-à-dire la rage sous ses deux formes habituelles.

» Je me borne à ce court exposé, parce que nous n'avons d'autre but aujourd'hui que de prendre date pour la connaissance d'une nouvelle méthode de recherches dont la fécondité d'application n'échappera à personne.

ASTRONOMIE. — *Nébuleuses découvertes et observées à l'Observatoire de Marseille*; par M. E. STEPHAN.

N° d'ordre.	Positions moyennes pour 1880,0.		Description sommaire.
	Ascension droite.	Distance polaire nord.	
1...	$15^{\text{h}}.57^{\text{m}}.46^{\text{s}},53$	$68^{\circ}.42'.30'',7$	Très faible; assez étendue; ovoïde; très peu condensée; pas de point brillant.

N° d'ordre.	Positions moyennes pour 1880,0.		Description sommaire.
	Ascension droite.	Distance polaire nord.	
2...	15.58. ^h 9. ^m 08. ^s	68.46'. 28. ^{''} 4	A peu près le même aspect que la précédente, mais un peu plus faible.
3...	16.12.41,18	54.49.26,4	Faible; petite; ronde; graduellement et faiblement condensée vers le centre.
4...	16.12.52,19	54.48. 8,8	Un peu moins faible, mais un peu plus petite que la précédente.
5...	16.12.58,70	54.34. 5,9	Excess. excess. faible; très petite; ronde; un peu de condensation graduelle.
6...	16.13.13,43	54.41.59,3	Faible; petite; ronde; graduellement condensée vers le centre.
7...	16.13.16,91	54.37. 0,1	Excess. excess. faible; très petite; ronde; graduellement condensée.
8...	16.13.33,82	54.35.41,2	Très faible; excessivement petite; ronde; condensation centrale.
9...	16.13.58,09	54.31.53,6	Excess. excess. faible; petite; ronde; légère condensation graduelle.
10...	16.14.28,51	54.33.16,1	Excess. faible et petite; ronde; condensation graduelle vers le centre.
11...	16.45.14,30	66.12.45,5	Assez faible; petite; ronde; graduellement condensée vers le centre.
12...	16.47.24,24	66.28. 1,2	Excess. faible et petite; irrégulière; vaporeuse; un point un peu plus brillant.
13...	16.51.44,23	61.50. 0,5	Excess. excess. faible et petite; irrégulière; un petit point plus brillant. Elle est bien distincte de celles qui sont cataloguées dans Dreyer de 5834 à 5840.
14...	17.11. 5,43	60.27.39,6	Excess. excess. faible; petite; ronde.
15...	17.14.33,14	73.12.56,3	Excess. excess. faible; vaporeuse; irrégulièrement arrondie.
16...	17.14.33,16	48.13.33,8	Excess. excess. faible; très petite; irrégulièrement arrondie; un peu de condensation centrale.
17...	17.14.54,33	48.10.55,4	Assez faible; assez petite; graduellement condensée vers le centre.
18...	17.21. 2,81	52. 8. 6,3	Très petite étoile entourée d'une très faible et très petite nébulosité. La nébulosité est ronde.
19...	17.47.59,10	60. 9.10,6	Petit point lumineux légèrement nébuleux.
20...	17.48. 5,15	60. 7.59,0	Faible; petite; ronde; graduellement condensée vers le centre.

Positions moyennes des étoiles de comparaison pour 1880,0.

N° d'ordre.	Noms des étoiles.	Ascension droite.	Distance polaire nord.	Autorité.
1...	1404-1405 W. (N. C.), H. XV.	15. ^h 56. ^m 51. ^s ,08	68. ^o 46'.34",1	Cat. W.
2...	Id.			
3...	298-299 W. (N. C.), H. XVI.	16.10.45,90	54.59. 3,1	Cat. W.
4...	Id.			
5...	730 W. (N. C.), H. XVI.	16.25.21,56	54.32. 6,5	Cat. W.
6...	Id.			
7...	Id.			
8...	Id.			
9...	Id.			
10...	Id.			
11...	1424 W. (N. C.), H. XVI.	16.46.45,48	66. 9.34,4	Cat. W.
12...	1300 W. (N. C.), H. XVI.	16.42.21,15	66.34. 7,5	Cat. W.
13...	1442 W. (N. C.), H. XVI.	16.47.11,75	62. 2. 3,0	Cat. W.
14...	257 W. (N. C.), H. XVII.	17.10.55,70	60.23.37,0	Cat. W.
15...	5751 Rumker.	17.10.58,49	73.12.17,5	Cat. R.
16...	502 W. (N. C.), H. XVII.	17.18.. 8,70	48.14.23,7	Cat. W.
17...	Id.			
18...	653 W. (N. C.), H. XVII.	17.22.56,34	52. 3.17,0	Cat. W.
19...	3139 Arg. Z. + 29°	17.49.31,02	60. 9.48,0	Cat. Arg.
20...	Id.			

MÉCANIQUE CÉLESTE. — *Sur la théorie du mouvement des corps célestes.*
 Note de M. H. GYLDÉN. (Extrait d'une Lettre adressée à M. Hermite.)

« Mes recherches sur la théorie des mouvements célestes m'ont conduit au système suivant de formules, qui servent à calculer la position d'un corps céleste dans le plan de son orbite. Je ne donnerai aujourd'hui que ces formules, réservant pour une autre occasion la démonstration, qui exige plus de développements analytiques qu'on ne peut en donner dans un exposé succinct.

» Selon les circonstances, je me servirai alternativement de l'une des trois variables indépendantes τ , ε_0 ou ν_0 , dont j'appelle la première *temps réduit*, la deuxième *anomalie intermédiaire* et la troisième *longitude intermédiaire*. La longitude intermédiaire et le *rayon vecteur intermédiaire*, appartenant tous les deux à une même valeur de τ ou de ε_0 , sont les coordonnées polaires dans l'*orbite intermédiaire* du corps dont on examine le mouvement.