

Vol. XV, THE ASTRONOMICAL HERALD Feb.  
No. 2 1922

Published by the Astronomical Society of Japan  
Whole Number 167

明治四十一一年三月三十日第三種郵便物認可(毎月一回十五日發行)  
大正十一年二月十二日印刷納本  
大正十一年二月十五日發行

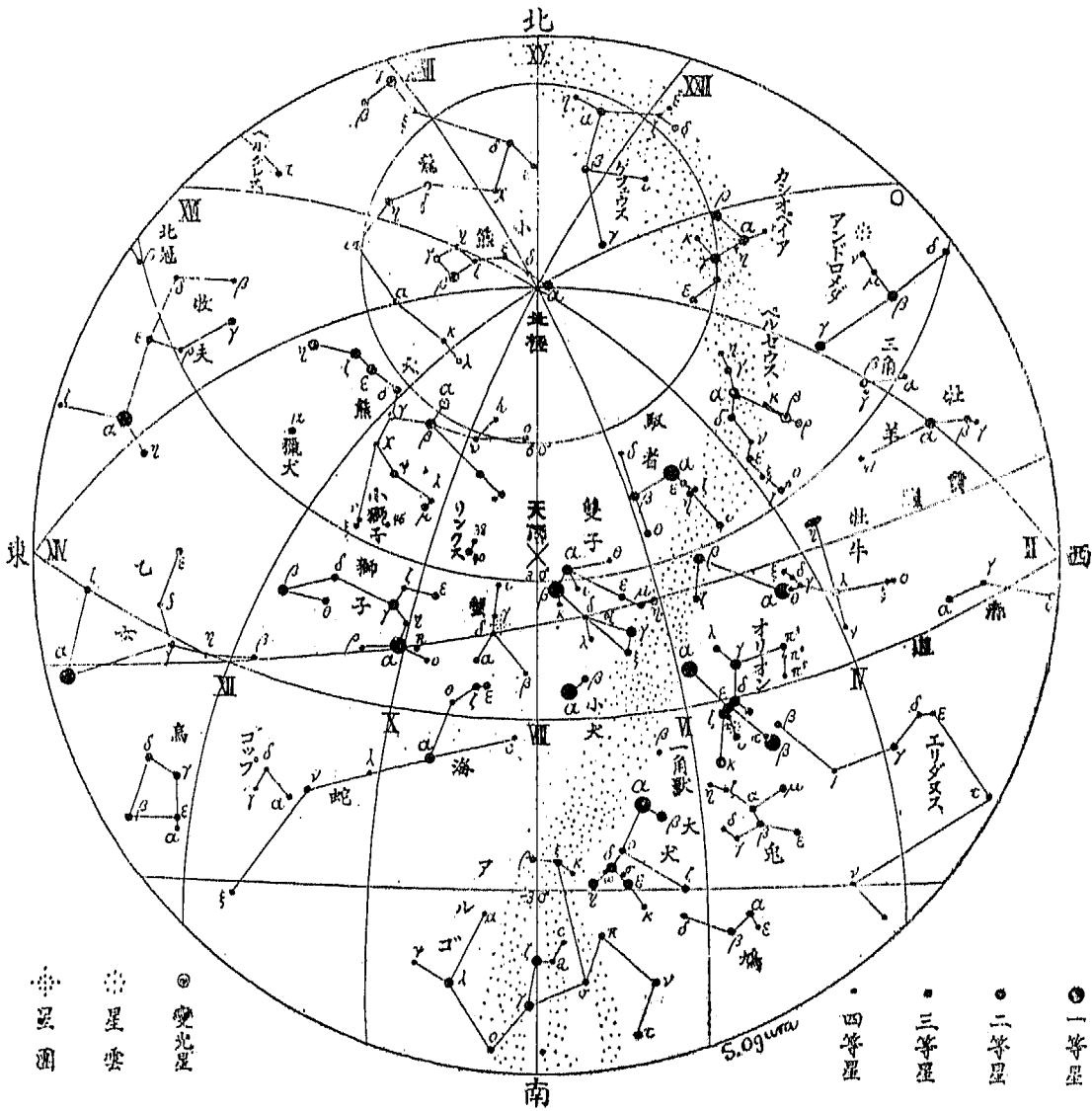
# 天文月報

大正十一年二月二十一日正第十五卷第五十第一號

時八後午日六十

天の月三

時九後午日一



Contents:—*M. Hasimoto*: Things seen in Europe and Amerion.—*M. Yamashita*: Making of a Reflecting Telescope (VI)—*S. Kanda*: Observations of Meteors in 1921 (I)—Rubidium in the Sun.—The Annular Eclipse of the Sun, Mar. 1922.—The total Eclipse of the Sun, September, 1922.—Eneke's Comet.—Minor Planet 433 Eros.—Minor Planet 887 Alinda.—Meteoric Shower Quadrantids—Telescope to Astronomical Measurement.—Russian Astronomer-Periodic Comets in 1922—Variables of R Coronae Type—Variable Star in the Orion Nebula.—The Astronomische Nachrichten—Solar Eclipse Expedition of 1922 September—Dr. A. Einstein.—The Astronomical Club Note.—The Face of Sky for March.

Editor: Takehiko Matukuma Assistant Editors; Kunis Arita, Kiyohiko Ogawa;

## 目次

歐米視察談

反射望遠鏡の製造法(六)

理學士橋元昌矣  
加大理學士山崎正光

雜錄

大正十年流星の觀測(二)

理學士神田茂

雜報

太陽中にルビヂウムの存在、三月の日食、本年九月の皆既日食、  
エンケ彗星、小惑星エロスの攝動、小惑星アリンダ、龍座流星雨  
天文觀測に初めて望遠鏡を使つた人は誰か、露國の天文學者

本年回歸すべき周期彗星

北極座尾星型の變光星、オリオン星雲中の變光星、アストロノミツ  
エ・ナ・ハリヒテン、九月二十日の日食出張觀測隊  
アインシュタイン氏の來朝、天文學談話會記事

## 一月の天象

天圖

太陽、日食、月、變光星、尾の掩蔽

## 三月の流星群

三月も概して流星數少けれども中旬は幾分か多かるべし。

	赤緯	赤緯	附近の星	性質	級
一日十四日 上旬	一時四十分	北五度	獅子座X星	連続	速
七時四十分	北四十七度	山貓座二六星			
一五日前後	一六時四十分	北五度	龍座一星		
一八日前後 下旬	二時四十分	北七八度	ケラウス座月星		
	一〇時四十分	北五度	大熊座月星		

其他獅子座、小獅子座、龍座等にも輻射點あり。

## 三月の惑星だより

## 水星

山羊座の北部より水瓶座の東北、曉天、十三日午前二時西方最大離隔二  
七度三分、十八日午後十一時遠日點通過、廿六日頃天王星と極めて接近す廿  
六日晚月と接近す、赤經二時一五分一二三時二三分、赤緯南一四度五三分—

南六度四分、視直徑九—六秒

## 金星

水瓶座の東北—魚座の中央、宵天、廿九日夜月と極めて接近す、赤經二  
三時〇七分—一時二四分、赤緯南七度二分—北七度五四分視直徑約一〇秒

火星 蝦座の北部より蛇道ひ座の南部、夜半後の出現なる故に宵の觀望に適せ  
ず、赤經一六時一四分—一七時〇九分、赤緯南二〇度一七分—南三度二九分

視直徑一五一二〇秒

## 木星

乙女座の西北にありて逆行を繼續す、月始めは出現遲くも漸次宵の觀  
望に適す—赤經一三時〇八分—一三時五六分、赤緯南五度三四分—南四度一五  
分、視直徑四〇—一四一秒

土星 依然乙女座の四方にありて逆行、木星の先驅をなす漸次宵東天を賜は  
す、一三日午後六時五一分月と合をなし月の北三度六分にあり、廿六日午前四

時半、赤經二時二六分—一三時一八分、赤緯南〇度〇三分—北〇度五分六分—

視直徑約一七秒、職の傾斜五度半

天王星 水瓶座への附近にあるも太陽に極めて接近せる故觀望に適せず、一日  
午前八時、太陽と合をなし曉天の星となる、赤經二時四六分—二三時五一分

赤緯南八度三七分—南八度〇三分

海王星 蟹座の東端にありて逆行、赤經九時〇六分—九時〇三分、赤緯北一六  
度四七分—北一六度五七分

## 歐米視察談

理學士 橋元昌矣

次の論文は昨年十一月、日本天文學會定會に於ける講演なり。

今日は在外二年間に見ましたことに關しての大體の意見と次に少し許り持て歸りました幻燈の繪を御目に掛けたいと思ひます。

私は二年を大部分英國に暮しました。大陸は佛、白、和、獨と大急ぎで見て歩きましたので、言葉も充分でなし本當の見物をして來たに留りますから白耳義でも、和蘭でも、日本以上の立派な天文臺を持て居り、獨軍も自國天文臺に對しては完全に保護をして居たと見えまして、プラッセルにある、ユックル天文臺の方が巴里の天文臺より戰爭の影響を蒙り方が少なく、又獨逸の天文學者は日本の天文の書生に對しても甚だ親切に世話をし呉れまして、天文學者の目から見れば獨逸は相不變尊敬すべき友人であります。私は日本の學術界も一日も早く獨逸と舊交を温められん事を希望する次第であります。

大陸の話は以上に止めまして英國の暮し具合と日本との比較を申上げたいと思ひます。

英國は要するに紳士の國であります。云ひ換へますと人々が強制されませんで規則を守る國であります。孔子の所謂「心の欲する處に従ひ規を超へず」と云ふ處に近い國であります。人々御互に敬意を以て交際して居ます。兎角のことは

勝負事にあらはるゝものですから例として其れから申上げませう。

私の劍橋在留中にダブリン大學との間に水泳競技會がありました。其番組の中に水上ボローがありました。劍橋大學は今や敗れんとしてもダブリン大學より以上に禁令を遵奉致しまして遂に敗れましたが、其敗れ振りは實に立派なものであります。

りました。

又毎年數回短艇競漕があります。河が狭くて學校が多いので船を並べることが出來ません。一定の距離に鎖を置きます。其先を船手が持て居ます。第一砲で放し第二砲で漕ぎ出します。後の船が先の船に追付きましたが勝です。之を何度もやりまして一番先登を漕いで當てられずに航路を漕ぎ終えたが最終の勝です。航路が約一里もありませうから審判官をさう澤山も置けませんが。御互の間に事が決せられまして何の不自由なく行く處が實に愉快であります。之を毎年大概起る隅田川の審判の不平と比べて如何でありますか。人々が右様の次第でありますから番人の數は何處に行きましても甚だ多いのであります。例へば劍橋の理科圖書館におきましても番人は唯の一人。會計もすれば、本の整理もする四方の往復もやる。そして圖書館で本を讀むには大學の評議員の一人に紹介狀を貰へば誰でも差支へない。若し其紹介狀の書式を取に行けば。君は本が讀みたいかと云ふ。讀みたいと云へば今日から讀んでよいと云て圖書館の中の圖書の在處を教へてくれる(之は唯手續の前後を云々しないのである)。其後は勝手に讀んで勝手に原の位置に返せば宜敷いので。又

時に自宅に持歸りたい時には一寸断れば規則には反するのではあるが許してくれる。此の如く殆んど規則がない位であつて未だかつて書籍紛失の廣告を見た事が無いのであるから實に浦山しい位である。

次には汽車の事で、日本では近來中々取締が厳しい様であるが、向ふては御客に信頼して居る。三等車に乗る處が無くて一等に乘た場合などは決して賃金を請求しない。唯だ御客の都合で乗換へた時にのみ請求する。故に車掌は單に一等車であると注意をするのみである。拂ふと拂はないとは御客の勝手とも云へる。

考へて見ますと法律或は規則を作る時、其時の時勢に丁度適應する様に作れば夫が議會を通過して出るに二、三年は掛るし、夫を學校で習ふに三年掛るから、實際法律が行はるゝ時には五、六年は世の中に後れることになる。夫では何時でも泥棒が巡査より先に行くと云ふことになるので甚だ不都合であるから、世の變化を豫想して多少理想を入れる。天氣の豫報の如き可なり研究されてあるものでさえ、外れ易いは世の習ひであるから、人間意識と云ふ殆んど勝手に變るとさえ思はるゝものゝ支配を受くる世の中が、法律を作た人の考へと別の方に移動することは甚だ有り得べき事柄である。夫であるから法律には世に適するもあり。適せぬもあるのである。此に於て行政官則ち人々の上に立て法律或は政治を行はんとする人は非常に利口であつて、能く法を善用する事を知た人で無ければならないのである。昔教育の行き届かなかつた時代には一、二の世人に勝れた人が命令を下して他の人は唯命

令に従ふて行く方が間違が少なかつた。之が習慣になつて下のものは唯命令でのみ動く様になる。此習慣が段々強くなつて遂に今日、所謂官僚政治なる者に立到つた。命令で動かせるのは知慧の多い者の判断を行ふと云ふ利益はあるが、命令には必然的に豫測を伴ふし此豫測は當るも當らないも時の運と云ふ事になりますから、中々最上の結果を得ると云ふ様な事は出來ない。先日原首相が殺された時にも警衛をしなかつたのではありますまいが、唯だ豫測が全く思ひ掛けなく外れたのでせう。常々巡査に自分の頭を使ふ様に仕付けて置いたなら氣の付いた人も在つたでせうと思はれます。大分、話は餘所道に這入りましたが、次には綜合大學の事に就いて申上げたいと思ひます。

英國の牛津、劍橋兩大學は綜合大學です。學房の數は澤山ありますが、教へる方に専門は有ても教はる生徒の方には専門はありません。自分の學房で指導をして呉れる先生と相談をして自分に尤も適する學科を習得する事が出来るのであります。尤も兩大學とも學術を教へるより寧人間を作るに全力を盡して居る様に見えます。學校で講義のあるのは一年に十六週間、多くて二十三週間位のもので後は大概休みです。學校では學門の仕方を教へる位に考へてもよい位です。本は自由に得られますし、外國語を讀まんでも済むのですから大分樂です。特に氣の付く事は一つの學科は一つ大學に一教室外ありません。日本で化學教室が法、文、經濟科を除けて何學部にもあるとの比べると経費も儉約出来るでせうし生徒も其道の第一人に就て習へると云ふ便利がある様に思へます。日本

の総合大學はどうでせう。生徒は高等學校から一定の學部を目的とさせられ、文科の人は理科の事は知らず、工科の人は法科の事は知らずに終て了ます。ですから高等なる常識をして居る人が少ないので決して無理とは思はれません。私如き官界行政の門外漢から見ますと唯總長と云ふ餘計な官がある位にしか考へがつきません。之等の點は大分考へる餘地がある様に思はれます。

常々田中館先生が云はれる事ですが、世の中のことは部分微分方程式で與へられて居るのだ、常數などは種々になる。唯だ之では一寸御理會にならぬ御方も御ありでせうが、並の言葉に直せば道理に變りは無いが事件は時と場合に依て千差萬別である。太陽の廻りに種々な星が動く遊星は圓に近く彗星は甚だ細長く行く。然し共に太陽より距離の自乘に逆比例する力で引かれる様に動いて居ると云ふ事には變りはないのであります。又別の言葉で云へば、物には急處がある。道路で有て見れば車道では一ヶ一頓或は二、三頓のものは何時でも通さねばならぬ。夫には一定の強さが要る。お天氣と計りは限らない、雨が降つても變らないものがよい。此等は考に取らなければならないが後は時と場合に依て爲すべきで。決して西洋で二、三十年前に流行した木練瓦の眞似を是非しなければならないとは限らない。別に方法もありそうに考へらるゝ。又必しも十字路がよいとは云へない。放射路のある十字路は中々複雑である。無ければ何時も四角に歩くから遠廻りだ。反て正三角を組合した道路の方が遙に便利が多い様にも思は

れる。

要するに歐洲諸國に比して殘念ながら我國の後れて居る處は理解力が甚だ乏しいと云ふ點になるのであります。之を補ふには形式的に教育することなく、理智的の教育を盛大にする事にあるでせうと思ふのであります。英米の立派な大學牛津、劍橋、エール、ハーバード、カーネギー、プリンストン等殆んど皆私立である。故に形式に關はらずに隨分思ひ切たことも出来る。又一つ注意すべきことは之等が皆小さな町にあって、大都市に交通の便利な田舎町にあるのは大學には皆態々來るのであるから別に道の遠さは考へんでも宜敷。學校が善ければ日本から英國迄も行くのであるから。田舎では充分な土地が得らるゝ。純粹なる學校氣分を作ることが出来る。之等は充分考へに採る値があると思はれます。

近來新聞にある輿論では國家は國民の志望者全部に高等教育を授くる義務がある様に見えますが、戰前の獨逸の様に教育の基金を澤山持て居る處はいざ知らず其他の國では或る特別な人に對しての外大學教育は授けて居ないのであります。否な授けることが出來ないのであります。即ち劍橋や牛津で學ぶには少なくとも一ヶ年三千圓は入要で有りませう。家が金持でなければ特別に秀才で擇抜生になつて唯で勉學する外に學校に行く道はないのであります。高等學校の入學試験が少々位骨の折れるのは至當なことの様にも思はれます。米國に行きますと氣が付きますが人間の粒が揃て居ません、智慧も、體格も、隨分偉い人があると思ふと可なり利口でない人も居る様です、夫で只今は世界の牛耳を取らんとして居ま

す。して見ますれば何も教育を全然統一する必要はない様に見えます。受ける人々により身分相應な教育を與へるのが國家としては最利益の様に思はれます。

私は之でも中々熱心な愛國者の積で居るのですが、兎角御國の悪口の方に話が行きまして相済みませんでした是より幻燈に取かゝりさせう。（以下略）

## 反射望遠鏡の製造法（六）

加大理學士 山 崎 正 光

### 廿三 アイビース

望遠鏡に於ては對物レンズ、又は反射鏡によつて出來た物體の像をアイビースによつて擴大して觀測する。

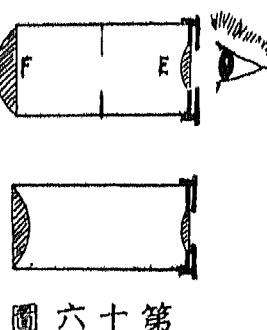
普通に用ひらるゝアイビースには二種類ある即フライゲン式（負）及びラムスデン式（正）である。フライゲン式アイビースに在つては二個の平凸レンズからなり凹面は同じ方向に目から反対の方に向つて居る第十六圖Hは之を示す。

凡て同質のガラスから出來た二個のレンズは其レンズの距離が各レンズの焦點距離の半に等しい時は殆ど色消レンズの作用をなすものである、夫でアイビースは此理に従ひ同質のガラスから製する今眼に接するレンズをEとし其焦點距離を $f_1$ とすそして他の面のレンズをFとし其焦點距離を $f_2$ とする時は前述の理に従ひ、二個のレンズの距離 $d$ は $d = \frac{1}{2}(f_1 + f_2)$ となるフライゲン式アイビースに於ては $f_1 = 3f_2$ 即、Fレンズの焦點距離はEレンズの焦點距離の三倍であるから

$d = 2f_1$ となる即云ひかへれば二個のレンズの距離はEレンズの焦點距離の二倍である。そして此アイビースの焦點は二個のレンズの間にくるから之を以て物體を見るることは出來ない之を負のアイビースと稱す之には十字線(cross hair)を用ひることが出來ないから測微尺のアイビースとして用をなさない、但し十字線は二個のレンズの間即アイビースの焦點に付けられることはない。

ラムスデン式アイビースに在つては第十六圖Rの如く凸面が向ひ合つて居る。そして

$f_1 = f_2$ であるから $d = f_1$ となる然しそくすればFレンズの表面にあるごみが見れるから實際に於て $d = \frac{1}{2}f_1$ とするそして此アイビースの



第十六圖

焦點はFレンズの前に其焦點距離の四分の一の所にあるから此點に物體を置けば

擴大して見へる之を正のアイビースと呼ぶ。

アイビースは適當のレンズを眼鏡師から求めて製するよりも顯微鏡製造者から自己の望む焦點距離のアイビースを二、三個買へばよい。

### 廿四 擴大力及分離力

アイビースを買ふには其焦點距離を明示せねばならぬ。それには先づ自分の製造せる反射鏡に用ひて出来る擴大力を知る必要がある。凡て望遠鏡の擴大力は $M = \frac{F}{f}$ によつて表す

ことが出来る  $F$  は對物レンズ又は反射鏡の焦點距離であつて

これはアイピースの焦點距離であるそれで若し吾人の場合、反

射鏡の焦點距離が  $F = 120 \text{ cm}$  で  $f = 2.5 \text{ cm}$  とせば擴大力は  $M = \frac{120}{2.5} = 48$  即四十八倍となる之によつて見ればアイピース

の焦點が短き程擴大力は大きくなる。然し望遠鏡に於ては、

ある極限を過ぐればそれ以上擴大するも何の利益もないもの

である。普通一サンチのレンズに對し二十倍を極限とする、

それで吾人の十五サンチの反射鏡に於ては三百倍を極限と

する然ならば此時のアイピースの焦點距離は前の公式から算出

することが出来る即  $F = \frac{120}{300} = 0.4 \text{ cm}$  即四ミリの焦點距離の

アイピースが普通の極限となるのである。實際に於て斯の如

き強きアイピースを用ひることはなく、擴大力は觀測する天

體と空氣の狀態によつて異なる、月や惑星は比較的強き擴大を

なすことが出来るけれども、變光星の觀測や彗星を探ぐるには視野の廣さをのぞむが故に擴大力は小である。吾人の場合

前者に百二十倍後者に四十倍の擴大の出来るアイピースを求

むるを適當とする。即、其焦點距離一サンチ及三サンチのもの

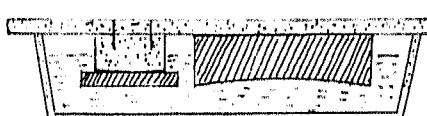
でよい。

望遠鏡の分離力 (Resolving power)とは二個の接近せる光點を明白に二個に分離して見ることの出来る力を云ふ、たゞへば二重星の如きものは望遠鏡の大小に従つて見ゆる範圍が異なる、そは分離力が異なるからである實驗及び論理から分離力を次の式によつて表すことが出来る  $P = \frac{1000}{d}$  ( $d$  は望遠鏡の對物レンズ又は鏡の直徑をサンチで表す、吾人の場合に於ては分離力は  $P = \frac{1000}{15} = 0.8$  即十分の八秒はなれたる二重星を分離

することが出来ることとなる。

### 廿五 銀びき (Silvering)

反射鏡と椭圓鏡を一枚の板にチャヤンにてはりつける、二個のガラスの表面は板面から同じ高さにある様にする、そしてそのガラスの入るとの出来る位の大さで深さ五サンチ位の桶又は皿二個を用意し、其一個に攝氏十五度位の雨水を入れ綿に硝酸をしめしてガラスの表面をきれいにふき右の雨水の中に入れる、そしてそれを水から出して表面を見るに水一面に附きたる時はガラスの表面は化學的に清潔になるからそのまま前記の雨水に入れ



第十七圖

其後度々雨水の湯をそそぎて攝氏十五度の溫度を保たしめて置く、若し又最初雨水から出した時、水の附て無い場所があれば未だ清潔でないからも一度硝酸にてふき雨水の全くつく様にせなければならぬ、銀びきに必要な薬品は第八節に出ている今硝酸銀三、二五グラムを雨水又は蒸溜水六〇cc入りたる皿に溶かす、よく溶けたる時其十分の一を別の皿に取つて置く又別の皿に六〇ccの雨水を入れ、それに苛性カリ三、二五グラムを溶かす、そして初の銀溶液にアンモニアを一滴づゝそゝぐ始一滴そゝげば銀溶液はにごる、それをガラス棒にてかきまぜつゝアムモニアを一滴づゝそゝぎつゝあればにごれる銀液は澄んでくる、此れを澄ますには出來得る限り少しのアムモニアを

そゝぐ、次にボタシ液を銀液に入れる時は又にごる之を前と同じ方法にてアムモニアをそゝいで澄ます、全く沈澱物が無くなれば初に取りのけて置た十分の一の銀液を少しづゝ沈澱物の出來ない様にそゝぎサフラン色になれば止める、之を用意してある銀ひき用の皿に入れ、第十七圖の如くガラスを入れた時大きなガラスの半分までかかるとの出来るまで雨水をそゝぐ、最後に第八節にてつくりし(Reducing solution) (d) 液を十五ccそゝぎ棒にてかきまぜつゝあればサフラン色からうす赤き色に變する、其時直にガラスをなゝめに鏡面と液の間に空氣ののこらない様にして入れる、暫らくせば溶液の溫度の變化すると同時にガラスの表面に銀がつき、溶液はにごり黒色を呈し沈澱物を生ずる、少しづゝ器をゆり動かせば一層よく銀がつく、五六分間に取り出して見よく銀がつきたる時は直に普通の水にて洗ひをして再び清き雨水で洗ひ、たてにして早くかわかす、水をかわかす爲に圓扇を以てあおいてよいそしてそのまゝ二十四時間かわかす、全くかわくまで表面に觸れてはならない、以上述べた方法は小き反射鏡にて銀をひくのであるけれども、大きい反射鏡に銀をひくには器の中にガラスを入れるよりもガラスの表面に銀溶液を入れて銀をひくのがよい、それには反射鏡のまわりに五サンチ位の高になるまでバラフィンを引ける紙をはりつけ水のもらない様に締め、ガラスを硝酸にて洗つた後攝氏十五度の雨水を入れ銀液の出来るまでそのまゝ置いておく、銀液が出来れば雨水を少くしてそれに銀液を入れゆり動かせば、銀は附く此時は沈澱物が常にガラスの表面に集るから銀のつくにあまただけ

となるそれをふせぐ爲には綿を入れてかきまわせばよし、銀が附けば直に表面を前述の如く水にて洗ひかわかすのである、ガラスの周圍にはりつけたる紙は早く取りのぞくがよい銀の表面をみがくにはナメシ皮のきれにて綿をつゝみ之にベニガラ(Rouge)をつけて一部づゝ圓運動によつて軽くみがけば表面は美くしく光澤が出る、適當につきたる銀はあたかも普通の鏡面を見るが如く一點の曇り無く見ゆる、若し銀が餘り厚く附きたる時は曇りて見ゆるのである、今迄述べた事によつて、光學上の部分は完結したから次にはガラスのはめ方(Mounting)及び望遠鏡の筒と臺の組立にうつる。

## 雜錄

### 大正十年流星の觀測 (一)

理學士神田茂

流星の觀測數 大正十年に於ける流星の觀測を報告された方は次の人々で、總數三〇五〇個に及ぶ。

報告者

河野 雅(Ab)	高橋、邑智、猪谷	51
鈴木 清(EK)	東京、下谷	387
神田 康(Es)	東京、下谷	672
宮川 周治(MB)	長野、下高井、中野	101
森 美雄(Mo)	東京、原宿其他	62
三澤 邦彌(Ms)	長野、上諏訪	39

中澤 登(Nz)	長野、上田市及長野、埴科東條村	320
篠崎 四郎(Sz)	東京、西葉鶴其他	40
田中 朝夫(T)	高松市	109
山岡 克巳(To)	長野、上諏訪町	144
山本孝二郎(Tt)	岡山市	25
其 他 —		4
カイネック流星群臨時報告		625
總 計		3350

本表の他京都の中村要氏が多數の観測を記したけれども、此表には省じてある。六七月のカイネック流星群臨時観測以外の11回15個を月別に統計すれば次の様になる。

月	I	II	III	VI	V	VI	VII	VIII	IX	X	XI	XII
観測数	154	70	69	75	37	84	196	106	36	109	424	165

九月が少いのは天候の不良であつたためであるが、八月が最も多くて、十一月、七月、十二月、一月等が之に次いで多いのは實際に或程度迄各月の流星の多少を示すものと思はれる。

流星の光度  $K_s$  及  $K_p$  の觀測の流星を光度でわけて統計したもののが次の様である。

等級>—4	—3	—2	—1	0	1	2	3	4	5	6	計
等級   Ks	2	6	13	27	49	104	181	233	209	41	2 867
等級   Ks	3	12	15	27	31	71	147	180	144	41	2 672
等級   Ks	2	7	15	31	57	121	209	209	241	47	2 1003
等級   Ks	4	18	22	40	45	106	219	288	214	61	3 1000

負山等から1等位迄の範囲では1等級下る毎に凡そ1倍位になつて居る。

顯微流星 光度の特に著しい流星を次に表記する。

観測日	時	積度	光度	色	速度	経路	發光點	消滅點	流星記事	
Mo II 15P	6h4m	中	半月位	—	緩	—	SS+50°	99°+53	—	
T III 6P11.11	—	金星	青白	緩	1.5	103-23	108-42	—	—	
Ks VII 2d 1.58	中	-4.5	赤	稍緩	1.0	485+49.5	77+69	—	(帶度)	
Ks VII 29P11.58	上	-5	青銀	稍緩	1.5	235+13	265+10	—	痕	
Nz VIII 5A 1.30	上	2×金星	赤	中	1.0	332+60	20+87	—	痕	
Nz VIII 5A 2.30	上	5×金星	赤	稍緩	3.0	325+64	67+11	A	痕	
Ks VIII 8P10.38	中	-5	—	稍迅	1.0	225+13	242-15	P	痕20秒	
Nz VIII 8P10.38	上	4×金星	銀青	稍迅	.1	246+2	245-15	P	(P <sub>痕</sub> )痕	
Nz VIII 9P 9.59	中	3×金星	銀青	中	2.0	5+56	322+26	P	(P <sub>痕</sub> )痕	
Nz VIII 11P 10.14	上	3×金星	—	中	2.0	257+17	263+15	—	—	
Ks VIII 11P 10.14	上	—	—	黃	中	1.2	240+24	234-4	P	痕
M VIII 12A 3.35	上	金星	青	—	2.3	338+27	332-11	P	—	
Ks XI 12A 5.0	上	—	—	迅	0.5	147-13	146.5-23	L	痕50秒	

(注意) 流星群 A … 水瓶座群 P … ベルセウス座群 L .. 獅子座群

四晩観測の流星 三一時間に各地にて觀測をなしたものは少くはないけれども、同一流星を捕くる事は餘り容易でない。東京長野間では基線として少しく長い方向に感する。大正十年の觀測中確かに同一流星と認めて、實経路を算出し得たのが11個だや知な。

日	時	光度	輻射點	發光の高さ	消滅の高さ	経路の高さ	観測者
I 8P.9.14.6m	1	172°+32°	142	73	282	Ks, Nz(東條)	
VIII 9P.11.49.0-2.307+69	102	62	46	46	Ks, Ks(淡間)		

前者は大熊座<sub>u</sub>、尾の附近を輻射點とするや誕生の北東の上空に始つて名古屋の西方津島の上空に終つた経路の長さ流星である。後者は妙義山の南西約十五糠の上空からほゞ長野群馬縣境に沿うて甲武信ヶ嶽の北西約八糠に終つたものである。

ある。繼續時間から速度を算出すれば、前者は二名の結果から各々毎秒九五糠及一六五糠となり。後者は各々九二糠及七五糠となつた。概して速度が早すぎる事は繼續時間の観測が短かすぎるためと思はれる。

一月の馴者座流星群 一月から五月までは観測數が餘り多くはないが、諸報告を集めて輻射點を決定して見たものが數個ある。其中で特に是に記して置くべきは一月に馴者座 $\alpha$ 星附近から輻射した流星群では從來記録されて居なかつたものと思ふ。一月五日から十六日に亘つて観測されてゐる。

五日の分及八一一一日の分から輻射點を決定した結果は、

月	日	輻射者	輻射點	輻射點	流星數
I	5	E.K.S., M.H.N.Z.	95°+36°	95°+36°	7
I	8—11	E.K.S., M.H.N.Z.	98°+32°	98°+32°	6

此二個の輻射點から拋物線軌道の軌道要素は次の様である

時	日	輻射點	度	度	度	度
I 5.0	グリニチ時	95°+36°	21.5°	14.5°	31°	0.87
I 9.5		88°+32°	28.9°	14.1°	38°	0.92

輻射點は赤經赤緯を度で表はしたものである。軌道面傾斜では少しく一致しない。是等に一致すると思はれる彗星は見出しえなかつた。

軌道要素中 $\alpha$ は外交點黃徑、 $\beta$ は近日點黃徑、 $\gamma$ は軌道面傾斜、 $\delta$ は近日點距離で、之等の詳しい説明を知らうとせられる人は天文月報第一卷第五四頁又は一戸氏天文學上卷第一五六頁及第二七八頁を参考されだし。

(未完)

## 雜報

報

- 太陽中にルビヂウムの存在 サハ氏はルビヂウム線が普通の太陽スペクトルには強烈なるイオン化のため認められざるも溫度低き黒點中にはイオン化も左迄強烈ならざるにより黒點スペクトル中には是れを認むことを得べきを豫言せるが此豫言は最近ラッセル教授によりて確證せられたり。教授はウイルソン天文臺百五十呎塔望遠鏡によりて撮影せられたる精緻なる黒點スペクトル寫真を調査し、ルビヂウムの二主要線が七八〇〇・二九及び七九四七・六四に明瞭に現はれ居ることを認めたり。是を以て教授は太陽中にルビヂウムの存在が確かめられたるものと認むべきことを述べたり。尙ほ教授はソデツム及びボタシウムのスペクトルが同じ原因により黒點スペクトルに於て強く現はることを証明たり。
- 三月の日食 三月二十八日南米中央部より大西洋を横り亞弗利加の北部を経て、亞刺比亞に至る線上にて見得る金環食あり、此食を見得る區域は亞細亞の西部、歐洲、南米の大部及亞弗利加の北半、中米及半西印度諸島、及大西洋上なり。
- 本年九月の皆既日食 本年九月に起る皆既日食には主としてAINSTAIN問題解決のために各國より多くの観測隊が向く所にして米國リック天文臺よりは西濠州ウルラルといふ所に上陸して観測する豫定なりといふ上陸は極めて難澁なるべきも決して不可能にはあらざるべく天候は他の候補地點

よりは良好なるべき見込み。而して滞留期間を出来るだけ短縮する爲に、緯度を等しうするタヒチに立寄りて日食部域の比較寫真を撮るとにする由。又比較結果を確實にするため兩地に於て子午線天の夜間撮影を行なひ比較調査すぐしと。

● **エンケ彗星** 南阿ヨハネスブルグ天文臺インネス、ウッド氏のエンケ彗星に就きての観測によれば近日點通過後わずか

に二十六日を経たるに過ぎず一九二一年八月八日に既に非常に微弱となり、八月二十二日二十三日には全く認むるを得ざりしといふ。從來の經驗によるに此彗星は近日點通過後の観測が通過前の観測より著しく困難なりとす。これ多分太陽熱によりて頭部が急劇に膨脹し臨席が明かならざるに至るものなるべし。

● **小惑星エロスの攝動** エズアルド・ノテブーム氏はナハリヒテン五一二三號に於てヴィット教授（發見者）の研究を引繼ぎ小惑星エロスの軌道算定を試みたり。水星天王星海王星の及ぼす影響は殆んど無に近きも矢張勘定に入れ、一八九三年より一九一四年に亘り起れる十二回の衝の観測を理論算定の結果と比較して二十四個の標準位置を求め、地球月の合成分量に多少補足を施したるのち比較對照の結果差較の最大四秒なりしものが二秒以下となることを認めたり。氏が研究の目的は主として地球上より生ずる著しき均差より地球月の合成質量の補正値を見出さんとするにありて其結果によれば此合成質量の逆數は  $3233.0 \pm 102$  なりといふ。是より太陽視差の値を出せば八・七九九となり今日一般に承認せらるゝ八・八〇秒と一致するを見る。

● **小惑星アリンダ** 一九一八年發見せられたる此興味ある小惑星アリンダの軌道要素はショトラックによれば

Epoch and Osculation 1918 March 15.5 GMT

$M = 17^{\circ}19'17''$   $\mu = 321^{\circ}41'8''$   
 $a = 347.4913.0$   $\nu = 889^{\circ}0553$   
 $\Omega = 110^{\circ}58'33.1$   $1923.0$   $\log e = 0.40351$   
 $i = 857.65.8$

昨年の衝は一九一八年の衝より距離遠く従つて光度も一九一八年の十一等に對し十三等に過ぎずの推定なりしも諸惑星（水星海王星を除く）の攝動を勘定に入れたる推算表の發表せらるゝものありて各國天文臺に於ては観測に怠りなかりしが結局獨創ケニクスツール天文臺にて之を掘へたり。其位置十月十日一四時二一分（綠威時）赤經三時〇分七・一五秒赤緯南六度三五分五八・一秒（光度十四等〇）、十月十二日一四時三・四分赤經三時〇分三三・九六秒赤緯南七度〇分五一・〇秒光度十三等八（一九一一〇年分點標準）にして前記平均日々運動の値は僅かにプラス〇・七四秒の補正を要することゝなる。近日點に於ける實速度は地球のと殆んど等しきを以て數月間に亘りて観測し得る筈なり。

此小惑星は或る期間に亘り木星より著しき攝動を受くることあるべきを以て其近日點距離（一・一八一にしてエロスのより僅か大なるのみ）が如何に變化するやを研究するは興味ある問題なり。

● **龍座流星雨** 龍座流星雨は毎年一月三日、四日頃出現する流星群なるが、本年は一月四日晩、顯著なる出現を見たり。同日午前一時四十分より四時間に亘り余並に弟の二人にて観測、

各々八〇個及八七個の流星を記録し、其中龍座流星群は各々六六個及六二個にして、重複せるもの六個ありたり。之によりて推定するに四等星以上の龍座流星群の一時間平均出現數は四五十個位なりしなるべし。輻射點は稍擴れる様なるも龍座、星の南數度ならん。速度は速かりき。其前後の日にも観測せしが、同群の流星の一時平均一人の記録數は三日曉は四個、五日曉は一個にして、四日曉の平均十六個よりは著しく少かりき。

●**會員山本孝二郎氏**は岡山縣津山町に於て同じく一月四日曉三時五十分より四時三十分迄觀測、雲多量にありしも、その間より八個の龍座群に屬する流星を觀測せり。色は白色又は黃白色なりしと。(神田)

●**天文測定に初めて望遠鏡を使った人は誰か** 観測の精度を増すために天文測定機に望遠鏡を取附けたる最初の智者は何人なるかといふ問題に對し從來二人の候補者が擧げらるるを例とせり。一人は佛國天文學者ジャン・バブチスト・モランにして一五八三年に生れ一六五六年に死し、その一六三四年に出版せる著書に其使用法を説けるを見る。他の一人は伊國土木技師フランチエスコ・ゲネリニといひ一五九三年に生れ一六六三年に死せるが測定用に望遠鏡を使用せること確實なるもモランといづれが前後なるや明かにするを得ず。然るに最近に至りルードンドルフ氏はヤコブ・クリストマンなるものが一六一一年ハイデルベルクに於て觀測精度増進のため望遠鏡を使用することを論じ最初の智者がクリストマンなることを述べたり。氏の調査によればクリストマンは一五五四年

ヨハンニスベルクに生れ、一六一三年ハイデルベルクに死したるものにしてハイデルベルク大學に於て論理學及びアラビヤ語の教授なりき。彼には五六の天文學の著述あり。その内一六一二年版の一書に於て測定機に望遠鏡を裝置することを説明し自個の實驗をも記載せるを見る。ル氏はこれの寫本を手に入れたるがそれによればクリストマンは望遠鏡を六個製造せりとなり。

●**露國の天文學者** 勞農政府建設以來露國內の慘狀に就きては吾人の屢々耳にするところなれども具體的の事實は餘り能く一般に知れ渡らざるもの如し。而して吾人の特に知らんと欲するは學者官吏の生活狀態にあり。さき頃ネエチュア誌上には知名の老化學者の「乞食」生活の告白あり而してまた先頃のボビュラー・アストロノミー(十月號)には露國一流の天文學者よりエルケス天文臺長フロスト教授に宛てたる私信公にせられたり。其觀察前記化學者の極端に悲觀的なると好個の對照をなすものありて獨特の興味あるを覺ゆ。次に其大要を記さん。

「吾々は實に難儀な時代を経て來た。否現に經つつある。唯今は忍耐と經驗の賜として夫を切り抜け得るだけだ。一九一八年は殊にひどかつた。アカデミーの同僚數名は食物欠乏のために倒れた。ブルコワ天文臺では幾分凌ぎよかつた。天文學者は夫れそれ千平方メートル許りの菜園を持つて居たので鎊々自分で耕作して一年分のジャガイモ、野菜類を充分收穫し得たからだ。自分は六十七歳の老翁だが是等の勞働に堪へる體力を充分具へて居たのは幸福だつた。吾々はすつかり廿世紀の

ロビンソン・クルソウに成り終せてしまつた。吾々は何でもかでも自分でやらなければならなくなつてしまつた。着物や靴其他使ひづれのするものをつくらうのは皆自分でやらなければならない。新しい物は丸で無いから買求めることが出来ないのだ。

紙幣の價值はゼロだ。一九一七年一磅二乃至四コペツクした黒パンが今は四千留もする。處によつては一萬八千留もある一九二一年初には三十萬留出せば長靴が買へたが今では幾ら出しても買ふ事は出來ない。國民の大部分は皆ボロを纏つて居る。山羊一頭は約百萬留、牛は千萬留、牛乳一杯が千留だ。

一番困るのは冬の寒さだ。薪が無いからだ。我天文臺では埃と雪嵐除けに柵へてあつた樹を切り倒して燃してしまつたから來冬の難儀が想ひやられる。

斯かる慘境にあつて科學は大なる慰藉であつた。吾々は全力を盡して仕事をして居る。併し論文を出版することは殆んど不可能であつて、自分の論文は三種とも二年來抽出の中で寝て居る。夫から寫真種板や薬品の缺乏も吾々の活動を殺ぐこと夥しかつた。又冬は燈火がないので闇黒の中に夜を過ごすことも珍しくない。人の話では世界中何處でも生活難が劇しくなつた相だが、文化の凋落の劇しいことは我國にまさるものはあるまい。

來なかつた。自分は外國の知友に會ひたくて堪らぬ。ピケリング、ロッキヤー、スツルーベ及びシーウルツシルトを失つたのは惜しい事だ。

●本年回歸すべき週期彗星 本年中に近日點を通過すべき彗星は七、八個あり。一八四六年のプロルセン短週期彗星は一八七九年以來出現せず。ビーラ彗星の如く消滅したものと思はる。一八八四年のバーナード、一八九〇年のスピターレル兩彗星は本年回歸すべき筈なるも最初の發見以後一回も再現せざれば本年も出現の望なかるべく、一九〇六年のメトカーフ彗星は昨年末又は本年初回歸すべき筈なるも、週期不確にして且光度弱ければ發見の望少かるべし。テーラー彗星は一九一五年十一月南アフリカにて發見されたる彗星にして、翌年一月三十日近日點を通過、週期は六年三七にして本年六月近日點を通過す。されど太陽の彼方にあれば恐らく發見せられざるべし。地球との最近距離は却つて昨年十月十七日頃に起りて、其距離大凡一・八天文單位にして光度十五等位ならん。ペライン彗星は週期六年四五にして、一八九六年、一九〇九年の二回出現、一九〇三年及一九一六年には地球との位置の都合悪く發見せられず、本年は十月上旬近日點を通過すべく、本年は發見せらるべしと思はる。光度は微弱ならんダニエル彗星は一九〇九年出現、同年十一月二十八日近日點通過、週期は六年四八にして一九一六年には地球との位置の都合上發見されず。本年は十一月中旬近日點通過、本年は觀測上好位置にあり、最近數年間或は出現すべしと期待される週期七十五年のドヴィコ彗星は、計算せられたる週期より

すれば最も確らしさ出現の年は本年にして前後二三年の誤差あるやも知れず。本年は同彗星に對して特に注意を要す。

●**北冠座R星型の變光星** 北冠座R星は平常多くは六等として輝けども時々八九等或は十三等以下まで減光する種類の變光星なるが、此種に屬する變光星は此他從來知られたるものには射手座RY星及牡牛座SU星のみなりしが、風鳥座S星(赤經一四時五六分九、赤緯南七一度三四分、一八五五年)は平常十等星なるも時々十三等以下に下る北冠座R星型の變光星なるを知れりと。寫真等級にては一〇・六一一五・八等の間に變化せり。北冠座R、射手座RYのスペクトル型Gpなるに對し、風鳥座SはR<sub>v</sub>型ならん。

●**オリオン星雲中の變光星** シャブリー氏はオリオン星雲内或は其附近にある七十個の變光星を觀測し、其結果それ等のスペクトルは種々の型のものにして、變光曲線は正則的なる週期性をも振幅をも示さざる他の類例なきものなるを見出せり。依りてその變光の原因は星雲との衝突或は摩擦にあるならんと想像せり。而して氏は我太陽系が星雲より眞直に遠ざかりつゝあるに鑑み、其距離を六百光年とすれば千萬年許り前には太陽系が其附近にありしたこととなるを以て太陽の光熱とも二十乃至八十ペルセントの變化が起り得たるべく、さすれば地質學者が想像せる變化を解釋するに苦しまざるべからず述べたり。

尙ほ氏は百吋反射望遠鏡を用ひて撮れる長時間露出のスペクトルは水素、星雲素、ヘリウム、炭素及び窒素の輝線を認め得、星雲のすべての部分に稀薄なる連續スペクトルをも認

め得ることを述べたり。なすればその螺旋星雲のスペクトルとの差違は本質的のものにあらずして、單に程度上のものに過ぎざるを知る。

●**アストロノミッシュ・ナハリヒテン** 天文新聞として知られたるアストロノミッシュ・ナハリヒテンは昨年九月その創刊百年に達せるにより祝賀號を出せり。同誌は一八二一年九月ガウスの親友なる天文學者シーマッヘルの發起創刊せる不定期刊行物(今日にては平均週刊にあたる)にして最初は其永續が危ぶまれたるも追々其真價の認めらるゝに至れる一方には天文學も大なる發展をなしたるを以て其潮流に掉しやがて天文學者の座右に缺くべからざる一流雑誌の地位を占むるに至れるなり。その茲に漕ぎつく迄の編輯者の苦心の多大なるものありしや疑を容れじ。右祝賀號には約十個國の有力なる天文學者の祝辭や多くの論文が收められたり。即ち伊國二名(アルメリニ、ハーゲン)、瑞典三名(ベルグストランド、ボーリン、ザイベル)、英國二名(ドベルク、エデントン)、芬蘭一名(ドンネル)、獨逸三名(グトニク、クリュゲル、キュストナー)、南阿二名(バッフ、インネス)、米國三名(バーナード、シャブリー、シー)、露國(イワノフ)、洪(ケフェルスリゲン)、葡(オーム)、アルゼンチン(ペライン)、丁抹(ストレムグレン)、ネザランド(ニーランド)、瑞西(ウォルフル)各一名、計二十三名なり。吾人は同誌が此百年間に天文學の發達に寄與せる偉大なる功績を讚美するとともに更に一層偉大なる將來の發展を希ふものなり。

●**九月二十日の日食の出張觀測隊** 本年九月二十日亞弗利加

の東海岸より印度洋及び濠大陸を横断し、ニュージーランドの北方海中に至る線上にて皆既日食のあること及びリック天文臺より出張観測の事は別項にも記載せる所なるが、尙最近の諸情報によれば、此日食を観望するに最も適當なる土地はセイロン島の西なるマルダイヴ諸島中のバンデドウ、クリスマス島及び濠州のウオーレルにして、此三ヶ所にて食は各、午前、正午、午后に観望し得らる。

英國グリニッヂ天文臺よりは、協同日食常設委員會よりのエーチ・エス・ジーンズ及び木星の第八衛星發見者たるメロット氏が十三時レンズを持て二月中シンガポールに向け英國を發し、同所よりクリスマス島燐礦會社の汽船にて目的地に向ひ、五月中に器械を据付け日食観測迄南天の特別なる光度測定の作業をなす由。

和蘭、獨逸の聯合觀測隊は、和蘭政府が、ジャガーハ島へ建設すべき天文臺へ据付くべく新に製作せる英式赤道儀を携へてクリスマス島へ出張すべし。

此隊に加はるべき學者はイー・ダフ・クロイントン・リッピ教授、ボッダム天文臺のエー・コル・シスター、及ジャヴ・ジオーテ氏なり。AINSHFTAイン教授も此一行に加はることなるべし。

米國リック天文臺よりは、濠州西北岸コング港に上陸し此れに近きウォーラルへ出張して別項記載の如く観測を行ふべし。印度政府は、コダイカナル天文臺のエヴァーシュード氏監督の下に、印度洋中のマルダイヴ諸島なるバンデドウ島へ觀測隊を派出すべし。

右何れの觀測隊は何れもAINSHFTAイン氏の相對性原理による、太陽の附近を通過する光線が、太陽の重力の場に於

て屈曲することを確かむる爲めの觀測を行ふ由なり。  
◎AINSHFTAイン氏の來朝 相對性原理の唱導者として有名なる新人AINSHFTAイン氏が本邦に來朝すべしとのことは先般來都下の各新聞記事に見ゆれど、或は八月と云ひ、或は九月と云ひ、期日まち／＼なれども、察する所多分、同氏は和蘭、獨逸の聯合日食觀測隊に加はり、クリスマス島に於て九月二十日の皆既日食觀測の模様を見た後本邦へ來朝せらるべし、依て同氏の來着は十月中旬なるべし。

## 天文學談話會記事

### 第一回

一月十五日(水) 午後三時より六時まで、來會者、十四名  
A. Einstein: Ueber eine naheliegende Ergänzung des Fundamentes der allgemeinen Relativitätstheorie. Berl. ber.

1921. 萩原雄祐君  
月體推算法疑義 早乙女清房君

右終つて百回に亘る茶菓の御馳走あり、懷舊談、洋行談  
に時の移るを知る。

### 第二回

一月八日(水) 午後三時より五時半まで來會者十三名。  
J. Wolter: On the Theory of Hyperion, one of Saturn's Satellites. Amsterdam Proc. 1917.  
Definitive Results of Calculations for the Families of Asteroids.

Deviations of Vertical Lines in Japan.

平山清次君  
神田茂君

## 三月の天象

### 太陽

赤 經	六 日	二十三時〇四分	二三時五十九分	二十一日
赤 緯		南 六度〇〇分	○度〇五分	
視半徑		一六分〇九秒	一六分〇五秒	
南北中		一時五三分七	一時四八分六	
同高度		四八度二一分	五四度一六分	
出入方位	南	六度七	〇度六	
春分(黃經〇度)		五時四〇分	五時四五分	
啓蟄(黃經三四五度)		北 〇度六	五時五三分	

### 主なる氣節

日	時	刻
六 日	午後五時三四分	
一八日	二二日	午後六時四九分

三月十八日、金環食、本邦より見えず

### 月

上弦	下弦	朔	望	既望	最遠距離
七日	午前四時三分	時 刻	午後八時四分	午後五時三十分	一三日
一八日	午後八時四分	一八日	二二日	二二日	二六日
二九日	午後五時四五分				二六日
三〇日	午後五時四五分				
三一	午後八時五 〇時〇一分				
三二	午前八時五 〇時〇一分				
三三	午前四時五 〇分				
三四	午前四時五 〇分				

### 日食

### 變光星

ペルセウス座♂星(赤經二・三・一・三・五等、週期二日二〇時八)の極小

二日午後四時九

牡牛座入星(範圍三・三・一・四・二等、週期三日二三時九、アルゴール種)の極小

二日午後一時

オリオン座△星(赤經五時二八分四、赤緯南一度一三分、範圍五・二・一・五・六等、週期一日二一時六、アルゴール種)の極小

一日午後一〇時

ケフェウス座△星(範圍三・七・一・四・六等、週期五日八時八)の極大

二日午後三時

獅子座田星(赤經六時二三分、赤緯北三〇度三三分、範圍五・一・一・六・〇等、週期三日一七時五、ケフェウス種)の極大

二日午後九時

双子座△星(範圍三・七・一・四・三等、週期一〇日三時七)

四日午前七時

アンドロメダ座田星(赤經〇時一八分八、北至八度〇一分、範圍五・六・一・四・六等、週期四一二日、長週期)

二月下旬或は三日上旬

### 東京で見える掩蔽の星

日	星 名	等 級	潜 入 方 向	出 方 向	現 方 向	月 齡
12	35 Sextantis	6.1	h m 11 45	o m 84	o m 12 50	209 13.8
20	52 O. Sagittarii	6.4	11 46	102	12 23	20 21.8
20	17 II' Sagittarii	6.4	12 11	133	13 11	338 21.8
20	Y. Sagittarii(vnr)	5.4	13 35	74	14 37	195 21.9
31	38 Arlette	5.9	7 44	171	8 31	278 2.0

方向は頂點より時計の針と反対の方向に算す