

目 次

論 著

エッディントンの新相対性理論(一)

理學博士 萩原 雄祐 七三

天監測光學に現れる誤差に就て(五)

理學士 斎藤 國治 七七

稚内中學生の行つた日食観測(三)

理學士 鈴木 敬信 八三

八九一九〇

コロナの分布について——星の反彩層に於ける吸收原子の數と重合吸収線の形成——天文學談話會記事——學界消息——二月に於ける太陽黒點概況——無線報時の修正値

五月の天象

流星群

變光星

東京(三懸)で見える星の掩蔽

惑星だより

星座

附 錄

Contents

- Y. Hagiwara*: Eddington's "Theory of Relativity of Protons and Electrons."(I) ... 73
K. Saito; Errors in Astronomical Photometry (IV) ... 77
K. Suzuki; Observations of the Total Solar Eclipse by the Students of Wakkanai High School (II). ... 83
 On the Distribution of Intensity in Solar Corona.—On the Distribution of the Absorbing Atoms in the Reversing layers of

Stars and Formation of Blended Absorption Lines.—Colloquium Notes.—News.—The Appearance of Sun Spots for February 1937.—The W. T. S. Corrections during March 1937.
 The Face of the Sky and Planetary and other Phenomena.
 Appendix (Observations of Variable Stars.)
 Editor: *Masaki Kaburaki*.
 Associate Editors: *Suzuo Hori*, *Todahiko Hattori*, *Toyozo Okuda*.

●天體觀覽 五年二十日(木)午後六時半より、當日天候不良の爲観覽不可能ならば翌日、翌日も不可能ならば中止。観覽希望者は豫め申込の上當日定刻までに三慶村東京天文臺玄關に參集の事。

● 會員移動

入 會

高松 紀三郎君(東京) 梶原 恒美君(東京)
 實方 雅雄君(朝鮮) 東 晃君(札幌)
 石川 貞治君(東京)

逝 去

井上 直治君

謹んで哀悼の意を表す

●編輯だより

本月の論議中萩原博士のは現代天文物理學の最高峰エッディントン博士の陽子及び電子に於ける新相対性理論なる單行本についてこの高遠難解なる理論を比較的平易に説明されたもので斯の道の専門家のみならず一般の方々にとっても新知識として興味ある事柄であらう。鈴木理學士並に斎藤理學士のは前月よりの續きで斎藤氏のは本月が完結篇である。去る四月十七日本郷の東大理學部數教室に於て本會の春季總會並に講演會が開催された。その記事は締切日数の切迫と紙面の都合上來月にまでは事としたが總會によつて斎藤事長及副事長が選舉され同時に理事として次の方々が本會の爲に力を盡される事になつた。

編會庶務	野原 附誠	鯉吉 氏
幹事長	關口 誠	鯉吉 氏
副理事長	萩原 雄祐	祐氏
田中 豊	光政	助氏
三氏(留任)	岐氏(兼任)	夫氏
虎尾 正	廣瀬 秀	雄氏
久氏		

エッディントンの新相對性理論（二）

理學博士 萩原 雄祐

相對性理論と量子力学との融合に關して、エッディントン教授は、最近十年足らずの間に研究した結果をば「陽子及び電子の相對性理論」といふ題で概括して出版された。これは天文學上、宇宙論と星の内部構造論とに深い關係があるから、こゝに概略を紹介してみやうと思ふ。すべての學者がそのまま受け容れるといふには時期が早いやうであるのでたゞ紹介するに止める。

相對性理論については天文月報第十五卷において「公理學的物理學の建設と物理學的空間概念の發展」といふ題で、ついで相對論的宇宙論については、天文月報第二十三卷第二十四卷に亘つて「星雲の彼方」といふ題で述べておいたが、これはその續篇として讀んでもらいたい。敍述を平易にするために嚴密さを犠牲にしたといふことを恕されたい。そして平易に説明しきれない不審も更に宥されたい。

一、相對性理論がアインスタインによつて提唱されて以來、アインスタインの萬有引力の理論と、マックスウェルの電磁氣學とを同一の原理から出して見やうといふ試みがあらはれて、所謂統一理論 unified theory といふ名で呼ばれてきた。ワイル、エッディントン、ついでスカウテンは、アインスタインの萬有引力の理論がリーマン幾何學における空間の場の理論として立てられたのを擴張して、非リーマン幾何學空間の場の理論として、統一理論を立てようと試みた。カルツア、クライン、アインスタインは五次元のリーマン幾何に、ついでアインスタインは所謂遠距離平行 parallelism (Fernparallelismus) に基くた幾何學における空間の場の理論として立てた。リーマン幾何學では、ベクトルの長さを有限の距離で比

較し得るに過ぎないが、遠距離平行の幾何學では、方向をも併せて比較し得るのである。更にマイヤー、ワイツェンバウム、ストラネオ、コザムビ等はこれを研究したが、スカウテン、ファンダムチヒ、ヴィブレン等は斜影相對性理論 projective relativity を考へて大變な量のある仕事をやつた。

一方量子力学の發展に伴ひ、マックスウェルの電磁方程式の代りに、量子力学の基本になるディラックの方程式が、特別相對性理論の範圍で立られたのをば、一般相對性理論へ擴張して、統一理論の目的を達しやうといふ新しい企てがあらはれた。フック、イヴァンガード、ファンデアブルフマン、ツアイコフ、テトロード、ショレディンガード、ファンデアブルデン、バルグマン、三村等である。いづれもまだ試みであるといふ時代であつて、そして然も各自自説を主張し得る程度の状態であるが、エッディントンによると、いづれも正しいがすべて形式的の統一の理論であつて、其理論の核心たる物理學的概念の分析にまでは進んでゐない。恰も實地天文學におけるボールの著「球面天文學」の一章である「一般化された天文器械」の理論の如きものであるといふ。

エッディントンは、ケムブリッヂ學派の祖先ニウトンの主張たる Hypotheses non fingo に基いて、單に認識論的立場のみから、何等の假設を設けることなしに此問題を解いてみたいと考へた。まづ白紙原理 Principle of blank sheet を擧げる。何か敍述をしやうといふ時には白紙をまづ持ち出してくる。これが次に述べる E 符號 E-Symbol である。E 符號があるといふのが白紙原理である。ついでこれに書く。書くものは確率である。其白紙の單位面積に何字書くかとくふので、術語をつかふと確率密度 probability density である。相對性理論でいふベクトル密度 Vector density を書く。エッディントンでは同時性ベクトル strain vector を書く。このことは量子力学の考へに基いてゐるのである。かくしてディラックの方程式を特別の場合として含むものを得る。即ディラックの量子力学は電子

及それに關聯した正電子の理論であつたものを、電子並びに陽子をも含む理論、従つて正電子、負陽子をも含む理論を立てたのである。立體投影圖法 stereographic projection を用ひて、相對性理論の空間と、量子力学における空間との連鎖をつけて、兩方から同一の問題、即相對性理論の宇宙論におけるアインスタイン空間を取扱つて、物理學における基本常數である陽子と電子との質量の比、所謂微構造常數 fine structure constant 即、プランク常數を \hbar 、光の真空中の速度を c 、電子の荷電を e とする $hc/2\pi e^2$ 並びに萬有引力常數 G 、宇宙にある質點（電子又は陽子）の總數 N 、及び空間の次元 3 とを出したのである。N からは相對性理論によつて宇宙の半徑、渦狀星雲のスペクトルのドブレル效果の量が出てくる。かくして量子力学の所謂レーベル、（さきにいつた確率を定める一種の超現實的の波）としつても、相對性理論における空間の曲率といつても、共に同一のものゝ異なる見方であつて、客觀的存在ではない。現象を敍述する方法にすぎない。括弧の兩面なのであつて、其兩面の楔を見出したところにエッディントンの新理論の焦點がある譯である。

二、二枚の甲の名刺が甲の名刺箱に入つてゐる。二枚の乙の名刺が乙の名刺箱に入つてゐる。甲の名刺箱から名刺を一枚とり出して空の名刺箱戊に入れ、乙の名刺箱から名刺を一枚とり出してその上に重ねる。第一の所作 operation を E_μ とし、第二の所作を E_ν とし、この順に行つた今の所作を $E_\mu E_\nu$ とかく。次に乙の名刺箱から一枚とり出して空の名刺箱戌に入れ、その上に甲の名刺箱から一枚とり出して重ねる。この所作は $E_\nu E_\mu$ とかく。順がちがつてゐる。その成の箱に重ねた二枚の名刺の順は第一の場合は甲の上に乙があり、第二の場合乙の上に甲がある。決して同一ではなし。しかし上下が逆になつてゐる。このことを

$$E_\mu E_\nu = -E_\nu E_\mu \dots \quad (1)$$

と書く。甲の名刺も乙の名刺も字が書いてなくて白紙ならば同一であつて

$$E_\mu E_\nu = E_\nu E_\mu$$

普通の代數學の交換法則 Commutative law に従ふが、甲乙の名が書いてあるとそうではない。anti-commute するといふ。

甲の箱から一枚各刺をとり出して戌箱に入れ、今一つ甲箱から一枚とり出して戌箱に入れる。すると、箱甲戌が入れかはつたのみで状況は始めと同一である。このことを

$$E_\mu^2 = -1 \dots \quad (2)$$

と書く。乙にいたても同様で $E_\nu^2 = -1$ である。

甲乙丙丁と四つの名刺箱に夫々の名刺一枚づゝあるとする。 $E_1 E_2 E_3 E_4$ の四つの所作があつて夫々(1)(2)に従ふ。これを所作子 operator とよぶ。その符號を E 符號 E -symbol と名づける。(1)は E 符號の乗法の法則を示す。代數學はある法則に従ふ符號での演算であるが、この場合(1)(2)に従ふ符號の演算是一種の代數學で、これをクリフオード代數學 Clifford algebra といふことにする。普通の代數では -1 の平方根は $\pm i$ のみであるが、クリフオード代數では二個には限らない。

こゝで名刺箱の比喩をしてゐる。一般に抽象化された所作 $E_1 E_2 E_3 E_4$ を考へて、更に E_5 なる所作をば

$$iE_5 = E_1 E_2 E_3 E_4 \dots \quad (3)$$

($i = \sqrt{-1}$) いきめる。更に

$$E_{\mu\nu} = E_\mu E_\nu, \quad E_\mu = E_{\mu 0} = -E_{0\mu}$$

と書く。 $E_{\mu\nu}$ ($\mu, \nu = 0, 1, \dots, 5; \mu \neq \nu$) は十五個、 $i = E_{15}$ を加へて合計十六個の E 符號を得る。

E 符號の數個の積はすべてこの十六個であらはれて、 i をのぞきすべて(1)(2)の基本式をみたす。これを四元法 quaternion を擴張して、

$$T = \sum_{\mu=1}^{16} t_\mu E_\mu$$

と書く。十六個の E_μ の方向に夫々大きさをもつやうな一つの量である。 $t_\mu E_\mu$ は T の成分 Component といふ。十六次元の空間で座標軸 E_μ の方向

に座標軸をもつ一つのベクトル T と想像するとよい。即空間ベクトル Space vector である。これを E_μ 系と稱して、白紙原理にあらはれる白紙である。 E_μ 系に照して物理學を書かうといふそのものである。

E 符號とは違つた一つの所作を考へる。

$$qg^{-1}=1$$

のやうなものを用ひて、

$$T'=qTq^{-1}$$

であらはされる所作をする。これを T の T' への相對論的變換 relativity transformations といふ。所作 q は變換といふ。

以上の十六個のものは適當なる變換によつて五個の組に直すことができ。残りのものの $t_{\mu\nu}$ は零になると見られる、この五個の組を五對子 pentad とよぶ。 E 符號をマトリックス Matrix で代表 represent (dars ellen) せしめることができる。此マトリックスといふのはやはり(1)(2)に従ふが、此は數をある規則に従つてならべられたもので、ある規則で演算ができるものである。我々の五對子を代表するマトリックス五個のうち、三個は虛數の要素をすべて共轭複素數になほしたものが、もとのを行と列とをとりかへたものに等しい時にしむ。

さきには $E_{10} = +i$ ととつたが、 $E_{15} = -i$ とると前とは異つた E 符號の組ができる。この二組の E 符號のうち、正負のみで異つた成分が六個、これを電氣的とよび、まつたく同じ成分が十個あつて、これを運動的とよぶ。さきの五對子に相當して五次元の空間を考へると、こゝでは相對論的變換は十個である。まつたく正のみ、又はまつたく負のみの荷電質點のみから成る宇宙では、この二組の E 符號を對應せしめて、第六次元の方面を附加して考へると、この二つの宇宙は此の第六次元の方向での反射像のやうな關係であるといふ。電氣的に中性の質點のみの宇宙は此反射の方向で重ねあはせたやうなもので、従つて五次元になつてゐるのだと考へる。そして宇宙が曲率をもつてゐて、其曲率半徑の方向がその第五次元の方向であつて、宇宙はごく狭い範圍では五次元空間内の四次元の球 hypersphere でもつてあらはされると見る。

であることである。この性を idempotent といふ。

三、形式的に展開して基本式(2)をつかふと

$$e^{E_\mu} = \cos \theta + E_\mu \sin \theta$$

と書かれるから、この左邊の符號を他の E 符號に適用すると、これは E_μ の方向へ座標軸の角 θ だけの廻轉に相當する。互にかかる廻轉のできる E 符號の成分は互に垂直 perpendicular であるといふ。互に垂直な成分は五對子を作る。

$$q = e^{i/2 E_\mu \theta_\mu}$$

今

といふ變換を考へる。 q 及 $E_\mu \theta_\mu$ は、物理學的量について實數で代表されなくてはならぬ。シュレデインガーノードは、量子力學にあらはれる量はいつも所謂、エルミット形式といふ條件を附したけれども、その必要はない。この實數で代表されるといふ認識論的根據からエルミット形式といふ假說をおきかへられる。(エルミット形式とは、マトリックスでいふと、その要素をすべて共轭複素數になほしたものが、もとのを行と列とをとりかへたものに等しい時にしむ)。

さきには $E_{10} = +i$ ととつたが、 $E_{15} = -i$ とると前とは異つた E 符號の組ができる。この二組の E 符號のうち、正負のみで異つた成分が六個、これを電氣的とよび、まつたく同じ成分が十個あつて、これを運動的とよぶ。さきの五對子に相當して五次元の空間を考へると、こゝでは相對論的變換は十個である。まつたく正のみ、又はまつたく負のみの荷電質點のみから成る宇宙では、この二組の E 符號を對應せしめて、第六次元の方面を附加して考へると、この二つの宇宙は此の第六次元の方向での反射像のやうな關係であるといふ。電氣的に中性の質點のみの宇宙は此反射の方向で重ねあはせたやうなもので、従つて五次元になつてゐるのだと考へる。そして宇宙が曲率をもつてゐて、其曲率半徑の方向がその第五次元の方向であつて、宇宙はごく狭い範圍では五次元空間内の四次元の球 hypersphere でもつてあらはされると見る。

以上の五次元の T をば三次元に投影する。その所作は

$$S = iTE_{45}$$

であらはされる。 S が其三次元の投影であつて、これを同時性ベクトル

strain vector となる。物理學的量の比較は常に同時のもので行はねばならぬ。甲乙の體重を比較するのに、甲の赤坊の時の體重を乙の今日の體重と比較しては話にならぬ。そこで同時の平面への投影としての同時性 ν^* クトルが、物理學的量の記載につかはれるものであると主張できる。従つて E^* 系である。白紙に何か書かうとした時には同時性 ν^* クトルでもつて書くことになる。 S もやはり idempotent である。物理的にいふと、 S は電流、 S^2 は運動量に相當してゐる、 $S^2 = S$ は電流と運動量が一致して質點が構成さることになる。

物理學的の量は相對的變換によつて不變でなくてはならぬ。然も質數で代表さるべきものが物理學的量としてあらはされ、且純粹なるべきとする條件とから、 S には四個 $S_a S_b S_c S_d$ が得られる。これ等の正負の符號をかへたものが正電子又は負陽子にある。この各々は荷電子正負と、spin の正負の四つの組合せに相當してゐるので、この四つであらはされるものを中性的質點 neutral particle とする。電子でも陽子でもありうるのであるが、中性子ではない。spin とするのは電子でも陽子でもに備はつてゐる二つだけある特種の方向で、これを考へることによつて物理學的實驗、例へばスペクトル線の位置などを説明し得られる。

一般の十六次元の T と、それから作らる s とを最初重ねておいて、相對論的廻轉を行ふと、そこに十次元の空間を S と T とで張ることになる。他の次元は S と T とで共通になる。この十次元空間は空間的であつて時間的ではない。これを S の位相空間 phase space と呼ぶ。位相空間は確率の場であるから閉空間 closed space でなくてはならぬ。即無限の擴がりをもつてゐてはならぬ。確率は無理に大きくなれないからである。

四、(4) であらはされる ν^* クトル J をば確率をあらはすものとする。所

$$\Delta = \sum_{\mu=1}^{16} E_\mu \frac{\partial}{\partial x^\mu}, \quad \nabla^* = \sum_{\mu=1}^{16} \frac{\delta}{\delta x^\mu}, \quad E_\mu$$

を考へる。微分の符號はやはり微分するといふ所作をあらはす。 ν^* を區別したのは別の所作であることを明確にしたのみである。これに關して確率が増減なきことをあらはすのに、數理物理學で屢々つかはれる記號で $\text{div } j = 0$ (5)

と書いて、(4)に適用して、デイラックに相當する波動方程式が ψ 及び χ^* について得られる。デイラックの場合の如く χ^* は ψ について共轭複素數で代表される必要はない。この際 χ^* は ν^* クトルで四つの成分を有する、これを波動 ν^* クトル wave vector とする。

$$\psi, \chi^*, W \text{ を符號とする} \rightarrow (5) \text{ によつて計算すると}$$

$$\chi^* W = \chi^* m, \quad W \psi = m \psi$$

は同一の m で書くことができる。これは即デイラックの方程式である。純粹なるべきことがこゝで物理的意味をもつてくる。(4)の $J = \psi \chi^*$ に

$$q = e^{i\pi s}$$

なる變換を行つても不變である。一般の T に

$$T' = q T q^{-1}$$

なる相對論的變換を行ふが、 s の小なる變化 ds に對する T のごく小な變化 dT をうけて T' になつたとする。

$$\frac{dT}{ds} = i(WT - TW)$$

ならば、 s に沿うての T の平行移動 parallel displacement とよぶ。物理學的現象は steady でなくてはならぬ。即變換 q によつて不變でなくてはならぬ。即 ds に對する d は零なるべきである。これから W と $U_1 U_2 U_3$ との四個が、 $s_1 s_2 s_3$ とに對應して求められる。互に Commute する量であつて、この對應は解析力學でいふ共轭 Conjugate である。やなる符號函数は $(W - m)\psi = 0$ (6)

で連續有限一意的の解としてきまる。その時の m はその系のエネルギーをあらはす。

この(6)の式は相對論的變換について不變式である。即變換後も同じ形を有してゐる。其特別の場合として特別相對性理論の範囲でいふと、ローレンツ變換に關して不變なのであつて、其理論の術語をつかふと、所謂テンソル方程式なのである。(6)は水素原子の場合には

$$\left(E_1 \frac{\partial}{\partial x_1} + E_2 \frac{\partial}{\partial x_2} + E_3 \frac{\partial}{\partial x_3} + E_4 \frac{\partial}{\partial x_4} + E_5 \frac{2\pi e^2}{\hbar c r} - m \right) \psi = 0$$

$$(r^2 = x_1^2 + x_2^2 + x_3^2)$$

の形であつて、單位をかへると量子力學のディラックの方程式になる。テンプル Temple はこれを實際に計算した。此理論は認識論的立場のみから物理學の概念を出さうとしてゐるのであるが、ディラックの方程式をもつてきたことは、實驗觀測と比較するためにはこの理論を最後まで演繹する勞を省くためのみである。

五、物理學的認識は必ず二つの物象があつてはじめて成立する。物理學の法則は必ず二つのものゝ關係からはじまる。故に二つのものに關して確率をあらはす同時性ベクトル二個がなくてはならぬ。確率なる故に其積が重要になる。そのために復波動ベクトル double wave vector Ψ_a といふ十六個のものが重要になる。 E 符號の代りにこの場合には $E_\mu E_\nu$ なる $16 = 256$ 個のものがあらはれる。此場合空間ベクトル T は、さきの三個の空間的と二個の時間的のマトリックスがあつたのに對應して、百三十六個の空間的の部分と、百二十個の時間的の部分とから成り立つ。従つて復波動ベクトルの位相空間は百三十六次元である。これに相當して純粹なマトリックスは

$$T_{\alpha\beta\gamma\delta} = \chi_\alpha \phi_\beta \chi_\gamma \omega_\delta$$

といふ波動ベクトルの四つの積の二つづきの組合せに應じて

$$T_{\alpha\beta\gamma\delta} = U_{\alpha\beta} V_{\gamma\delta} = Y_{\alpha\beta} X_{\gamma\delta}$$

と二様に書かれるが、 U と V に夫々 $E_\mu E_\nu$, $C_\mu C_\nu$, $D_\mu D_\nu$ を當てはめると

$$T = \sum_{\mu\nu} E_\mu E_\nu = \sum_{\mu\nu} C_\mu C_\nu$$

と二通りに書かれる。この和は二百五十六項から成る。 t と τ とは互に dual だといふ。 t の方は座標或は量子力學でいふ Configuration をあらはし、 τ の方はエネルギー狀態、或はエネルギー運動量をあらはす。座標を特出 specify して、エネルギー運動量を特出しない時には $E_\mu F_\nu$ 系の方を用ひ、反對のときは $C_\mu D_\nu$ 系をつかふ。これが即ハイゼンベルグの不確定原理をあらはしてゐて、座標（時間をも含む）が確定するとエネルギー運動量はある範圍内で不確定で、エネルギー運動量が確定すると座標の方が不確定になる。何故こんな對照があらはれてくるかは量子力學に立ち入らなければならないので、そして少し數學的なことを話さねばならないので割愛する。

(續く)

天體測光學に現れる誤差に就て (五)

理學士 齋 藤 國 治

四 光電測光の特性

光電測光の特徴は左の如きものである。

一、個人差がない——これは非常に大きな特徴である。實視測光は勿論の事であるが、寫真測光に於ても撮した乾板の黒みを測定するのには結局の所、人間の眼で判断するのであるから、どうしても各人の癖やその時の生理状態が観測や測定を患する事が多い。然るに光電測光にあつては星の光を光電管に入れれば直ちに電流計の針がその光電流の多寡を示すから目盛の読み間違ひさへなければ全然個人差は這入つて來ない。

二、測定が最も精密である——實視測光に於てはその精度は先づ〇・一等位のものであるし、寫眞測光に當つては撮影後最も優秀な測光機(Hikro-photometer)又は濃度計(Densitometer)で測定しても高々〇・〇〇一一〇。〇五等位のものである。然るに光電測光に於ては次節で述べるやうな注意を拂へば〇・〇〇〇一等まで精密に測定可能と言はれる。上表は實驗室内で得られた例としてある墨硝子の吸収率を光度等級であらはしたものである。各數値は一五個の測定の平均で各々は二分置きに測られたものである。

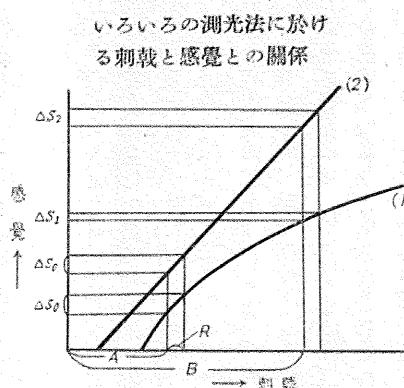
光電測光の一例	
年 月	吸 收 率
1921 6月 18日	0.5960±0.0003
19日	0.5962±0.0002
20日	0.5953±0.0004
21日	0.5962±0.0002
平均	0.59618±0.00006

鏡に取付けるとなると、實驗室内的測定と違ひ、何しろ吹きさらしの露天ではあり星を追跡するためには望遠鏡と共に光電管やその他の附屬物の一部も矢張り動かさねばならぬやうな關係から實驗室内の精度より當然劣つて大體〇・〇一等位であるのは止むを得ないのである。

後で精しく述べる事であるが、最も精密な測定方法は寫眞乾板で天體を撮影しそれを光電管應用の光度計で且つ零位法(後述)で黒みを測定する方法である。

三、光度と光電流は直線的比値を保つ

前章で精しく述べた所であるが、實視測光では $C(E' - E) = \log(E'/E)$ 寫眞測光では $S = 2\log(E/E_0)$ の如く刺戟と感覚(寫眞測光では黒みに相當する)とは對數的關係で結ばれてゐる。上圖に於て、横軸を刺戟即ち光の強さと、縦軸を感覚(寫眞測光では黒み、光電測光では光電流の量又は電流計の読み)とすると、實視及び



寫眞測光では共に、兩者の關係は大體(1)の如き對數曲線となり、光電管では(2)の如き直線を以て表される。今4なる量の刺戟に更にんなる僅かの刺戟を加へた時の感覚の増加が圖の如く(1)でも(2)でも等しく△S₂とする。次に4よりすつと大きな刺戟Bに於て同様なる刺戟を附け足した時の感覚の増加を夫れく△S₁及び△S₂とすると圖から明らかなる如く△S₂ > △S₁である。

で光電管測光の方は感度がよい。例へば、眞晝間に空を仰いでも星は見えない。然し星は青空の彼方に矢張りある譯だから青空の明るさに較べて星のある所は星の明るさだけ明るい筈であるのだが前述したやうに、實視測光は對數的——即ち青空の光に較べては星の光は全く僅かであるからそれだけ増加したとしても増加の割合(パーセンテージ)は、夜その星を見た時の夜空に對する感覚の大きいさに較べて全然問題にならない程小なので眼でそれを判別出来る筈がない。寫眞でも同様である。

然るに光電管は前の通り青空の明るさがあらうが星の明るさに依つて起る光電流の量には變りがないから、眞晝間でも青空の光を差引けば夜に於けると同量の光電流が得られる。些か餘談ではあるが星を觀測して時刻を定める事が、位置天文學に於ける一つの重要な部門であるが、その觀測も今まで夜に限られてゐて甚だ不便であつたが、この光電管を應用すれば晝間でも星の觀測が出来る譯になる。

四、面積照度が測れる——入射光のみが問題であるから、太陽、月などの様に面積をもつたものでも測れる點で實視測光に優れ、焦點像の鮮銳さをあまり苦にする必要のない點で寫眞測光より秀れてゐる。

五 光電管の缺點

光の強さと光電流との間には、エルスター及びガイデルに依ると次のやうな比例關係を妨害する原因がある。

一、イオンの再結合——衝突イオン化に依つて中性原子は自由電子と陽性イオンとに一旦分離されるが他のイオン乃至電子と再び衝突したものは

再び結合して中性となつてしまふ。従つて光電流は光の強さに比例しない。

管が大きく且つ瓦斯が充満してゐると、ある程度以上は光の強さをいへる。しかし光電流の量は増さない許りか後退してしまふ。電場を強くして電子の飛行速度を増して再結合が成可く起らないやうにしようとするばそれにならぬ内に微光放射をしてしまふ。

二、殘留作用——光電管に強い光を當てて後、完全に暗黒の場所に置いても猶微弱な光電流が繼續してゐる事がある。これを殘留作用 (Nachwirkung) と言ふ。尤も、アルカリ金屬は放射能があつて何もなくても自分で電子を放射してゐるが、その量は非常に僅かである。硝子球上の湿氣などの爲めに陰極と陽極とが僅か乍ら短絡するのを防ぐには兩極を隔てるやうに硝子壁に錫鍍金の保護輪をして之れをアースして置けばよい。

三、反射——アルカリ金屬は大變光つてゐるから入射光の大部分は反射して真に吸收される光エネルギーは僅かである。これは測光上、理論的にも實際的にも山々しき問題である。これを防ぐにはアルカリ金屬を塗る面を球面内部の殆ど全部にし唯、光の入り口だけを少々開けておく。この窓を望遠鏡の焦點に置くやうに裝置すれば相當小さくしても差支へない。かくすると一旦球内に這入つた光は何回か反対をして結局どこかの面で吸収されてしまふからである。

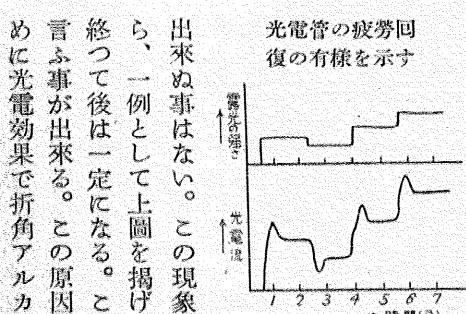
四、精度を良くするために電圧を微光放射の極近くまで高めると光電流は激しい動搖を示して測定を妨げる。

五、電氣分解——更に注意すべきは、白金線をアースした光電管を全く暗黒な所においてもアルカリ金屬が負に帶電する事がある。これは數時間放置しておいて二voltにも達した事も實驗せられた。これは内部のアルカリ金屬と外部の保護輪のための錫との間に電氣分解が起つた證據で、硝子は常温では良い絶縁體であるが、攝氏約一〇〇度位になるとアルカリ—硝子—錫は電解組成 (galvanische Elemente) を形成して一粋平方につき 10^{-9} アンペア位の電流を流す。尤も實際にはこの影響は測定を亂す程

のものではない。

六、アルカリ金屬層と陽極の白金輪との距離が場所によつて違ふために、従つて電場の強さに相違を來たすから當然イオン化の起る割合が違つて來る。これが比例の破れる原因になり得るものである。従つて光電管に光を入射せしめる角度によつて光電流は相違は相當を示す筈であるが、これは勿論光を入射窓から正面のアルカリ層に當てるやうに決めて置けばよい。

七、疲労、回復の現象——瓦斯入り管に電圧をかけて置いて突然光をあてるとその瞬間、光電流の量は飛上るがすぐに又降つて一定の電流になつて安定する。これは一九二二年にローゼンベルク (H. Rosenberg) が發見した所である。即ち光を連續的に當てると光電管の感度が悪くなると言ふ考へ方からして之れを疲労現象 (Ermüdungsscheinung) と言ふ。光の照射を中止すると再び元のやうに、感度が戻つて來るので之れを回復現象 (Erholungsscheinung) と言ふ。之等は單に光を當てたり絶つたりする毎に現れる許りでなく、光の強さの變化が光電管の感度の變化に關係してゐる。光の強さを増せば感度は落ち、暗くすれば感度はよくなる。故に場合によつては比例からの偏れが相當大きくなる。この現象は微光放射の附近で最大であり、強い光で實驗するときは偏れが○・五等級にまで及ぶ事がある。然しそんな時は電圧を下げればこの効果も減つて十分な精度で測光が終つて後は一定になる。このやうに早く一定になるもの程優秀な光電管と言ふ事が出来る。この原因はアルカリ陰極が陽性イオン瓦斯を吸着するため光電効果で折角アルカリ原子から遊離した電子の一部と中和してしま

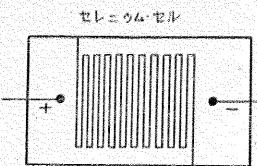


ふ爲めである。

六 セレニウム・セルの構造と性質

セレニウムと言ふ元素は自然界到る處で發見されるがその量はあまり多くない。普通は黃銅鑛や鉛などと結合して掘出される。又硫酸製造の際の副産物として鉛室泥からも得られる。その際のセレニウムは不定形の赤い粉末か又は黒光りのするガラス状の塊である。この不定形のセレニウムは電氣のよい絶縁體である。これをゆつくり攝氏九〇度から二一七度までの温度で温めてみると灰色の結晶形を呈して来る。かうなると電氣の可導體で且つ光電効果を示すやうになる。この結晶形セレニウムには二種類あつて、一つは比較的低温(一〇〇度—一七〇度)で得られるもので灰黒色で粒状をしてゐてもろい。これを Se_1 と言ふ。も一つは一八〇度から二一五度までの間で永く熱してみると出来るもので、明灰色の金屬結晶をなしてゐる。且つ前者より耐久力強く施盤等の細工も可能である。これを Se_2 と言ふ事もある。

セレニウムの電氣的比抵抗は可成り高いもので且つ光電的に感度のよい材料は特に抵抗が大であるやうなので、セレニウムを光度測定に應用するに當つてはその切口面積を出来るだけ大きく長さは出来るだけ小さくする必要がある。更にセレニウム内を流れる電流が一様に分布され、又セレニウム膜を成可く薄くし光に露出する面は膜面全體であるやうにする。



セレニウム・セルの簡単な一例として、上圖のやうなものがある。長方形をした絶縁體(滑石、磁器、雲母等)の表面に白金の鍍金を施し、次に之の上に圖のやうな疵をつけて白金膜は之によつて絶縁體を境にして二つの部分にわかれれるやうに膜面をはがし

てしまふ。次に之れを熱して置いてこの上に粉末状のセレニウムをふりかけると直ぐに燃けてうまく疵の間を充してしまふ。その上に絶縁性ラック等を塗つて成可く湿氣等の影響から保護して置く。

さて此處に於て二つに分離された白金屬はセレニウムによつて界された譯であるから、兩端に陽極陰極を結びつけるとセレニウムを通じて電流が流れる。この面に光を當てるとセレニウムの抵抗が變化するから從つて流れの電流に變化が起り之れを電流計で測定してもとの光の強さを求めると言ふのがセレニウム・セルの測光原理なのである。光の強さと抵抗の變化との關係は一つ一つのセルで異なつてゐるから今までのやうに一般的な法則と言つたものを出す事は難しい。だから個々のセルに就いて既知の強さの光を測つてグラフ的に抵抗を求めておいて未知の光の時に逆にこのグラフから求めようと言ふのである。寫真や光電管等に比較するとこの個々の違ひは非常なもので同一會社で同時に製造したものでも全然特性の異なるものが出來てゐる。光の強さと抵抗がこのやうにセル毎に違つてゐる許りでなく、色感能も大いに趣を異にしてゐる。これは製造の際の熱の加減で結晶の度合が異なるため一つのセルがいろ／＼な結晶状のセレニウムを含んでゐる事があるから結局夫れ／＼の重複したやうな色感能を示してゐる。これもセル毎に一一調べて置かねばならない。唯セレニウム・セルは寫真乾板やカドミウム或ひはナトリウム光電管よりも大きな有効波長をもつてゐる爲め屢々「實視寫真等級」の代りに使用せられて便利である。大部分のセレニウム・セルは七〇〇〇A近くの赤部で感度の大きな二次極大を示してゐる。

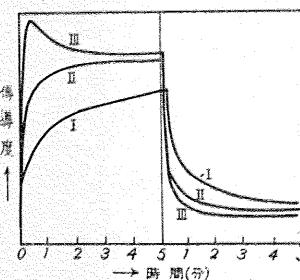
七 セレニウム・セルの缺點

セレニウム・セルは光電管と比較して重大な缺點を澤山もつてゐる上、それ等が法式化し難い等の爲めにその測光上の精度は光電管よりづつと悪い。

(一) イナーシア——セルに光を當ててもその瞬間から傳導度が上る譯

ではなく暫く照射してゐてやつと一定の所まで上つて行つて落着く。又光の照射を絶つても抵抗はすぐ光を當てる前の値には戻らず始めは可成り速く落ちるが次第にゆるやかに元の値に戻る。このやうな現象をセレニウムのイナーシア (Inerschicht) と言ふ。この間の時間は時に依ると相當なもので、ローゼンベルクの研究によると一ヶ月間完全な暗室に於て六voltトの一定電圧をかけておいた一つのセレニウム・セルは六・七メガオームの抵抗を示したが、之れに數分間微弱な露光を行つて再び暗處に置いてもとの抵抗まで戻るのに十四日間も要したと言ふ事である。

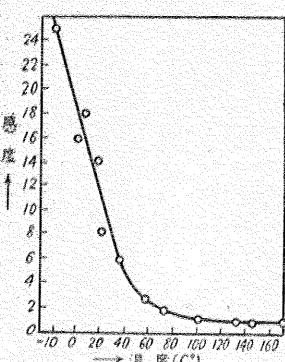
セレニウムセルのイナーシアを示す (Ries の実験による)



イナーシアの二、三の例を上に掲げる。これはセレニウム・セルに五分間の露光を與へた時の傳導度の上昇の具合並びに丁度五分経つた時露光を絶つた時の傳導度の低下の様子を示してゐる。圖に於ける中央の縦の線の所で露光を絶つたのである。番號1なる曲線は無定形セレニウムを結晶状にする時に攝氏一七〇度の温度を與へたセルで、この種の曲線を示すセルを「固い (hart) セル」と言ふ。2は一九五度から二〇〇度までのもので、3は一〇〇度以上で永く熱し冷やすのにも極くゆっくり處理したものである。2や3の如きものを「やわらかい (weich) セル」と言ふ測光上役立つのはこのイナーシアの少いやわらかくセルに限るのである。

(二) 温度による影響——結晶セレニウムの温度による傳導度の變化は可成り激しいもので然も Se_1 と Se_2 とで影響が反対な事は前にも

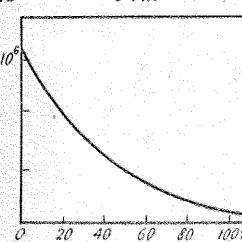
セレニウムの温度による影響 (Ries の実験による)



述べた。測光中セルの温度を一定に保つためにはサーモスタットに入れたり、毛布で被つたりする。上圖は一九〇七年にスペルリンク (Sperling) が實験した結果である。

(三) 電圧の變化——

セレニウムセルの電圧による変化 (Ries の実験による)



一般に電圧を上げれば電流はそれに比例して上ると言ふのが電氣の常識であるが、抵抗の大さきなセレニウムなどでは抵抗も亦電圧に關係するため測定した電流從つて傳導度の變化は光のため許りでなく電圧にも影響される。この事實は一九一〇年ルーテルバツヘル (Lüterbacher) が實験してゐる。上圖はその結果で電圧を上げると抵抗は減る事を示してゐる。この原因は溫度變化の影響と同一物である。

(四) 濕氣による影響——保護用のラック

セレニウム湿度計の實験例 (Ries)

セレニウム湿度計の實験例 (Ries)

三日間の空氣の相對溫度の變化、實線は之れに對應するセレニウム・セルの傳導度の變化である。縦軸の傳導度の方の數値は使用した電流計の目盛

による。上圖はリース (Ries) の實験で、點線は十正表を作つて置く必要がある。特に一一七度以上に熱して作つたセレニウム・セルは溫度と傳導度との間に綺麗な平行性をもつてゐる。

である。セレニウム・セルが温度の影響に敏感なる證左としてこれを利用して逆に温度計が出来てゐる事を知れば十分であらう。

セルを使用する事は實驗室内的仕事に較べて一層困難をともなふもので、ステビンス (Stebbins) は次のやうな注意事項を掲げてゐる。

1、セレニウム・セルは温度變化が○一度又はそれ以下に一定に保つ事

2、電流は測光前より通して置く事

3、光は短時間(十秒以内)露出する事

4、一回の露出が終つたらセルが元の状態に回復するまで暫く休む事。

第四章 測光法

以上述べ來つた如き誤差の見地からその精度や測光操作の簡単な説明をしたが最後に然らば如何なる測光法が天體測光法に關する限り優秀であるかを少しく述べて見よう。天體測光法を手段によつて分類すると大體次のようになる。

一、實視測光法

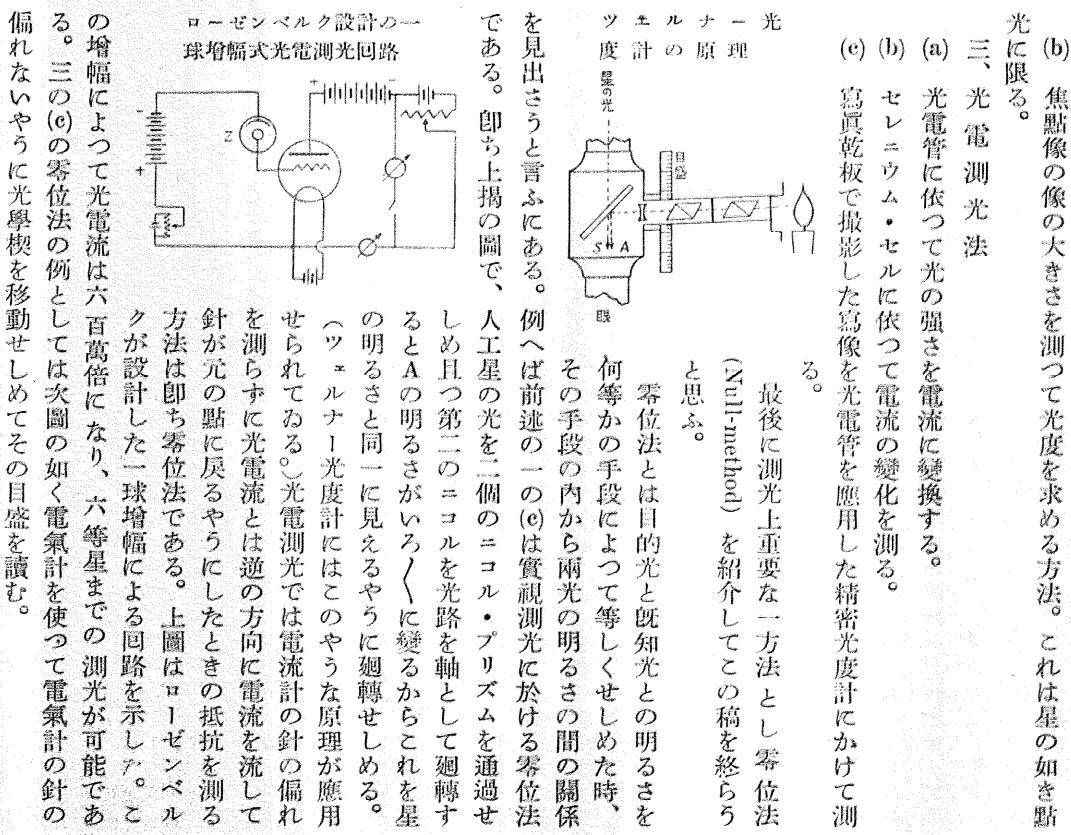
(a) 目的星より明るさの稍大なる及び稍小なる光度既知の二つの星で目的星の光度を挿んで比較する。(最も簡単な方法でアマチュアに歡迎されるる)。

(b) 光度既知の星より何光階明るいか暗いかを見積る。(やゝ熟練した観測者に適する)。

(c) ツエルナー光度計(後述)の如き機械を使つて人工星の光度が目的星の光度に等しくなるまで目盛盤を回轉させてその目盛によつて人工星の何割の明るさなるかを知る。

二、寫眞測光法

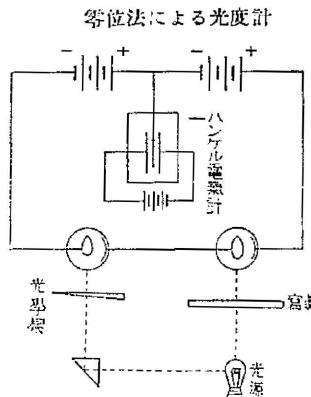
(a) 黒みを測る法。これには焦點像の黒みを測ると稍焦点をはづれた像の黒みを測るのと二つの方法がある。



結尾

以上淺學菲才をも顧みず讀者の判讀を患はして來たが思へば汗顏の到りである。文中出來る限り新奇を避け古くから知られてゐる重要な事實のみを列舉したため時代遅れの觀があり、難解を避けて易きに附いたために事實を曲げ或ひは説明に正鵠を失した點があるかも知れない。幸にも讀者の御注意を得て完全なものにしたいと思つてゐる。以上測光法の誤差を論じた外に、未だ殘つてゐる所のスペクトル測光法その他及び望遠鏡の光學的誤差等に就いては他日にゆづる。

(左)



零位法による光度計

光源
光學鏡
色ガラス
電流計
ガラニメーター
電池
スイッチ
ダイヤル

分の記述の如き、前二人と後一人との記述では大變な差がある。元來色彩の感覺には銳敏があり、人によつては可なりの差があつても見分けられないし、多數の色を同一色名で言ひ表はす事が聞々あるが、少くとも後者の誤りを防ぐ爲に色々名帳を使はせ、その中の色名で言ひ表はさせたのであつた。勝色も鐵色も大體に於て黒ずみの方は似て居る故に、この兩者は大體同じと見ても、黒羽君の如き記述とはどうしても同一物と思はれぬ。しかし別箇の物を觀る筈もないるのである。と言つて黒羽君が色名帳の色を見誤つたとも思はれず、下斗米君と井上君が共に誤るとは尙考へられない。

おかしな事である。

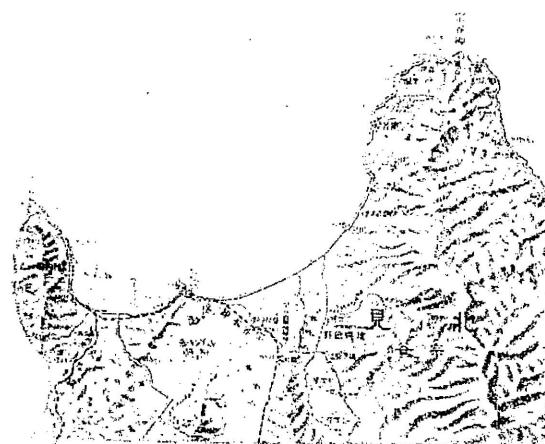
この方面の觀察にも特別の素養と訓練との必要な事をしみじみと感する。

稚内中學生の行つた日食觀測（その三）

四 景色に於ける色彩の變化（承前）

理學士 鈴木 敬信

第十一圖 宗谷岬



6. 市街の觀察

稚内より東北東、海路約十糠を隔てゝ宗谷岬がある。稚内からは實によく見える。東を向くと否應なしに眼に這入つてくるのである。之を三人で觀察し、その色の變化を追跡した。その結果は次表の通りである。

以上三人は大體に於て同じ宗谷岬を觀察したのであるが（下斗米君は同時にその附近の海面及び雲を觀察す）、三人の記述が必ずしも一致しない程度でなく、往々まるで異つた色名を記してゐるのを見る。例へば二時四五

は民家のトタン屋根（瓦葺きの民家は見當らない。恐らく無いのであらう）、海軍の無線電信局のアンテナ塔、築港附近にある重油タンク等であ

る（之等は公園より寫眞に撮影すれば一目瞭然であるが、撮影を禁められたので示し得ぬを遺憾に思ふ）。之等のものを目時茂君が詳しく述べてくれた。その記録をまとめるところの通りである。

1、民家のトタン屋根の色、二時〇分には深川鼠色である。之は平生の色であるが、以後三時近くまで變化を認めなかつた。二時五十三分頃になつて變色し始め、五十四分には茶色となる。皆船中は銀鼠色となつたが、三時二十二分には再び空色に變り、同五十一分に深川鼠色に戻り、以後復回まで變化を認めなかつた。

2、無線電信局のアンテナ塔 二時〇分には千草鼠色で、以後一時半頃まで變化もなかつたが、二時三十二分から變り始めて、四十分には深川鼠色となり、又一分後より變り始めて四十三分には水色となつた。食既前には變り方が烈しく早かつたので遂に見逃して了つたが、皆船の時には石板色となつた。三時二十一分には深川鼠色となり、同三十二分には千草鼠色三十八分には水色に變り、四時七分再び千草鼠色に變つて、以後復回まで變化がなかつた。

3、重油タンク 二時〇分には紅海老茶色、同三十八分より變り始めて四十分には赤白橡色になり、同五十七分より五十九分にかけて茶色には變つた。皆船の時には見逃したが、三時二十四分には茶色を呈し、同三十四分には紅海老茶色になり、以後復回まで變化しなかつた。

4、畠の色 二時〇分には白茶色であつたが、同五十二分より變り始めて五十三分には玉蜀黍色になり、皆船の時には藍鼠色となつた。その後は再び逆の順序に色を變へて、三時二十二分に玉蜀黍色、四時十三分に元の白茶色に復つた。

5、防波堤の色 二時〇分には鼠色であつたが、同四十四分より四十五分の間は蒸粟色に變り、五十三分より五十四分間に桑色白茶となつた。皆船の時には玉蜀黍色となり、同二十三分には桑色白茶、同四十三分に蒸粟色となり、四時十分に元の鼠色に戻つた。

観測者	下斗米正通	井上榮	黒羽英一
二時〇分	鷺の最北端は鶴茶色、右方は海松茶色なり。附近は青海松色にて。海は水色にて薄墨を加へた如き色で、すべて平常とは水色で、する所なし。	鷺より遠き海面は水色と異る所なし。	鷺より遠き海面は水色と異る所なし。
五分	鷺より遠き海面は水色と異る所なし。	鷺より遠き海面は水色となる。	鷺より遠き海面は水色となる。
一〇分	岬より北の雲は水色となり、水面に近い雲は薄墨色を呈す。	岬の北端に初房となる。	岬より北端は淡黄、山は淡黄色となり。
十五分	遠くの水面の色は次第に廣がつて遂に中央附近に及び、中央より右側は水色に白色を加へたもの。	岬が太陽に差し暗くなり、岬の中部は麴塵色多くなる。	岬北端は淡黄、山は淡黄色となり。
二十分	中央以北の海は濃く、北になるほど著しく濃くなる如し。	岬が稍明るくなる、北半は若草色が多く、南半は藍鼠色の白味がかつたもの。	岬北端は淡黄、山は淡黄色となり。
二十五分	岬の北の海は花淺葱色、岬中部は桑色白茶。	岬全体の山の頂は勝色。	岬北端は淡黄、山は淡黄色となり。
三十分	左の高所は石板色。	岬全体の山の頂は勝色。	岬北端は淡黄、山は淡黄色となり。
三五分	岬の前海は右にゆくほど暗るく、北にゆくほど暗水色なり。	岬全体の山の頂は勝色。	岬北端は淡黄、山は淡黄色となり。
四五分	岬の南半は活色、山の頂に漂色あり。	岬全体の山の頂は勝色。	岬北端は淡黄、山は淡黄色となり。
前記の海老色は岬中央に帯び、中央に淡い黄色を呈する。	岬全体の山の頂は勝色。	岬全体の山の頂は勝色。	岬全体の山の頂は勝色。
海老色は岬中央に帯び、中央に淡い黄色を呈する。	岬全体の山の頂は勝色。	岬全体の山の頂は勝色。	岬全体の山の頂は勝色。
海老色は岬中央に帯び、中央に淡い黄色を呈する。	岬全体の山の頂は勝色。	岬全体の山の頂は勝色。	岬全体の山の頂は勝色。

四五分	岬北端とその他の四地は勝色で、水面は水と空との境は活色で、その北端と海部との境は雲の如くにして定め難し。	前の海面はまで蔽ひ、四三界分頃には水と空ととの境は雲の如くにし
五〇分	全岬白茶色と化す、岬の北端明る味あり、岬の近くの海は緑色、中半は濃色となるほど淡く、裏部は勝色である。	全面に及ぶ。
五五分	全岬白茶色と化す、岬の先端と南半は濃色で、北に近い水面は薄色となる。	全岬白茶色と化す、岬の先端と南半は濃色で、北に近い水面は薄色となる。
三時〇分	七分に南半は濃色で、北に近い水面は薄色となる。	七分に南半は濃色で、北に近い水面は薄色となる。
五分	岬の北の海面の色は水色で、岬を含む北半は蒸栗色を含み、五九分に北半は海松色、四地は清色となる。	岬の北の海面の色は水色で、岬を含む北半は蒸栗色を含み、五九分に北半は海松色、四地は清色となる。
一〇分	岬の北は濃色自茶色を含み、北半は淡黄葉色を呈し、余岬の所々菜色を呈す。	岬の北は濃色自茶色を含み、北半は淡黄葉色を呈す。
一五分	岬北部は淡青色となる、その北の海は鼠色となり、北にゆく程濃色となる。	岬北部は淡青色となる、その北の海は鼠色となり、北にゆく程濃色となる。
二四分	中間は茶種色、北半は石板色で、山は苔色、北端は山色を増し、陸海の境は土色の棒をひいた如くなる。	中間は茶種色、北半は石板色で、山は苔色、北端は山色を増し、陸海の境は土色の棒をひいた如くなる。
二五分	岬の北端は灰色になり、又緑色となり、全岬段々暗くなり、やうな所は淡黄色である。	岬の北端は灰色になり、又緑色となり、全岬段々暗くなり、やうな所は淡黄色である。
三〇分	北半は麁塵、北半は勝色で、特に中央と北端は藍鼠色である。	北半は麁塵、北半は勝色で、特に中央と北端は藍鼠色である。
三五分	南半は麁塵、北半は勝色で、特に中央と北端は藍鼠色である。	南半は麁塵、北半は勝色で、特に中央と北端は藍鼠色である。
四〇分	谷の山は青味を帯び、南極く遠くのかげの山は淡い灰色の霧をかけた如くなったり、全岬ほんやりして来た。	谷の山は青味を帯び、南極く遠くのかげの山は淡い灰色の霧をかけた如くなったり、全岬ほんやりして来た。
四五分	全岬段々暗くなり、やうな所は淡黄色である。	全岬段々暗くなり、やうな所は淡黄色である。
五〇分	北半は淡黄色となり、南半は濃い納戸面は瓶観色、南ほど淡く赤が交る。	北半は淡黄色となり、南半は濃い納戸面は瓶観色、南ほど淡く赤が交る。
四時〇分	北半は老緑色、南半は白色を含んだ深緑色である。	北半は老緑色、南半は白色を含んだ深緑色である。
五分	岬の北半は一般に石板色、南半は老緑色である。	岬の北半は一般に石板色、南半は老緑色である。
一〇分	岬の北半は老緑色、南半は白色を含んだ深緑色である。	岬の北半は老緑色、南半は白色を含んだ深緑色である。
一五分	岬の南北半の頂は全岬概色である。	岬の南北半の頂は全岬概色である。

二四分	中部は苔色、北端は山色で、海面は洋汁色となる。	中部は苔色、北端は山色で、海面は洋汁色となる。
二五分	北半は柔色白茶となり、二八分には全岬この色となる、岬南半の前面の海は銀鼠色である。	北半は柔色白茶となり、二八分には全岬この色となる、岬南半の前面の海は銀鼠色である。
三〇分	北半は淡紫色、南半は濃い納戸面は瓶観色、南ほど淡く赤が交る。	北半は淡紫色、南半は濃い納戸面は瓶観色、南ほど淡く赤が交る。
三五分	北半は白みがかった鶴色、北半は暗い山鳩色である。	北半は白みがかった鶴色、北半は暗い山鳩色である。
四〇分	北半及び中部は千草鼠色、北半は白みがかった鶴色、北半及び中部は千草鼠色である。	北半及び中部は千草鼠色、北半は白みがかった鶴色、北半及び中部は千草鼠色である。
四五分	北の海は薄色となり、二分後南半の陥地及び高地は石板色となる。	北の海は薄色となり、二分後南半の陥地及び高地は石板色となる。
五〇分	北半の東地は石板色、他は落葉色である。	北半の東地は石板色、他は落葉色である。
四時〇分	北半は海松色、中部は鶴茶色、海面は水色である。	北半は海松色、中部は鶴茶色、海面は水色である。
五分	全海面灰色となる。	全海面灰色となる。
一〇分	全岬、全海面明る味を帶びて來た。	全岬、全海面明る味を帶びて來た。
一五分	岬の北の水平線上の變化なし。	岬の北の水平線上の變化なし。

遠藤馨喜君によれば、皆虧の時には古いトタン屋根は稍白味がかつた銀鼠色、新しいトタン屋根は縞色、田畠は瓶覗き色、海軍無線電信局のアンテナ塔は石板色になつた。

一般に言ふて、市街の色彩は活潑に變化したものではないらしく、同じく市街を觀察した石垣鐵三君は『自分の觀測すべき範圍は大した變化なく只暗くなつたり明るくなつたりした許りである』と述べてゐる。皆虧近くなれば日光の性質が變化するのであるから、當然色彩も變化する筈で『唯暗くなつたり明るくなつたり』は少々腑に落ち兼るが、市街一般に黒ずんで暗かつたから或は色彩の變化もさして目立たず、こんな事になつたのかも知れない。

7 動植物の觀察

皆虧の際動植物が如何なる變化を示すかを觀るのが目的であるが、之は筆者が依頼したのではなく、稚内中學校で好意的に附加してくれたものである。この爲に石村耕一君以下五人從事してくれたが、大した收穫はなかつたやうである。しかし動物などが思ふやうに騒がなかつたと言ふ事も亦一つの報告であるから、次にその大要を掲げる事にする。

石村耕一君は皆虧になつたら動物が大分騒ぐものと豫期してゐたやうである。同君の手記によれば『僕は食既になつたら鳥が驚いて、丁度夕方になつて巢に戻るやうに、幾数十羽となく空高く舞ひ上り、があ／＼／＼と鳴き乍ら飛び廻り、中には眼が見えなくなつて地上に落ちるものもあるだらうと思つて待つてゐたが、云々』とある。それが同君の期待に背いて、そんじよそこら一面に居る鳥と言ひ、鶯と言ひ、日食には更に動じなかつたのだ。

『二時〇分から三時〇分までは、これと言つて變化なく、普通となんら變つた所がなかつた。五、六羽の鳥は悠々と木の枝の先端に止まり、とぎれ／＼にがあ／＼／＼と鳴いてゐる。又一、一羽の鳥もがあ／＼／＼と鳴き乍ら、すう／＼／＼と南或は北の方に飛び廻つてゐる。又ホーホケキョと鶯の

鳴き聲があちらの森こちらの林から交る／＼聞えてくる。鳥同士があがあ／＼と突つき合をし、翼をばた／＼させ乍ら、今に眞暗になり眼が見えなくなつて逆さまに地球に頭をぶつけて目を廻すのも知らず、今日の青空を我物とばかり騒ぎ廻つてゐる。

あたりは段々薄暗くなつて來た。草木、人の影等もはつきり見え、空海の色も美しく色どられて來た。鳥も何か感じたのだろう、二三羽又五六羽と連立ち、があ／＼とやかましく鳴き乍ら森の巣へと飛んでゆく。

あたりは愈々眞暗になつた(食既)。人の澤山居らない所の木に留つてゐる鳥は、木の根本近くの木の枝に鳴きもせず、ぢーとびつくりして寒さうにとまつてゐる。人の澤山居る所の木に留つてゐる鳥は、人の居らない方の山に、五六羽相當速くがあ／＼／＼と忙しく鳴き乍ら飛んでゆく。又急に眞暗になつたのでびつくりしたやうに後からも又四五羽前と同じやうに飛んでゆく。さうして其等も前の鳥と同じ様に鳴きもせず、ぢーと木の根本近くの枝にすくんでゐる。

(生光になつた)。鳥はまだぢーと木の枝にとまつてゐて、あちらでがあ／＼／＼と知らせ合つてゐるやうだ。

(三時三〇分、大分明るくなる)。臆病でまだぢーと木にとまつてゐて、があ／＼／＼鳴いてゐるものあり、元氣で二三羽鳴き乍ら飛んでゆくのもある。鶯がだしぬけに、あ／＼よかつたと言ふやうに、ホーホケキョと初めて鳴き出した。云々

之は石川耕一君の記録である。之によると鶯などは皆虧中鳴りをひそめてゐたらしい。鳥も大體おとなしくなつたやうであるが、大した事はなかつたやうである。

しかし一方では大和靜一君は『……皆虧が近づくにつれて、鳥と雀は氣味悪く鳴いた。それも終り、愈々ベイリの珠敷が現はれた頃には、屋根或は木に止まつたまゝ動かなかつた。私が見たのでは、三羽の鳥は皆虧にな

つた際あはてて飛んでゆき、或家のアンテナの棒に止つて居つた鳥は皆虜

の十分位前から止つたまま動かず、又皆虜の際も終つて五分位経つても止

つて居た。餘り驚いて腰でも抜かして飛ぶ元氣がなかつたのでせう。私の

直ぐ傍に居つた人の談によれば、屋根の端に止つて居つた雀が三羽、皆虜
の際下へ落ちたと言つて居りました。……と記してゐる。やはり場所々
々によつて違ふらしい。空を飛んでゐた鳥が二羽、皆虜になつた瞬間海中

に落ちたと言ふ事を筆者もその直後聞いた。

牛や馬には何の變化も見られなかつたらしく。平然として平生通り草を
食ひ、歩き廻つてゐたさうで、遠藤正次君は『牛馬は黙つて居たから僕は
畜に障つた。先生が牛馬がきつと騒ぐから見なさいと言はれたのになアー
と思つた』と述べてゐるし、内田茂君は『牛馬は一向に鳴き騒がず、唯仔
馬が驚いてあたりを二三回馳け廻つて、又親馬のふちにびつたりと倚り沿
つて騒ぎもしなかつた。牛は牛で、日食など知らぬ顔で草を食べてゐるの
を見ると、僕はじれつたくなつた』と書いてゐる。

この他小さな昆蟲類、或は微細などに群棲してゐる小さな羽蟲などが、
日食時にどんな行動を取つたか、或はどんな種類の蟲が最も活動したか、
調べたから面白かつたらうと後になつて氣がついた。何でも皆虜になつた
ら籠籠の中からワーンと蟲が一杯飛び出したと、例の裏山公園に行つてゐ
た生徒が報告してくれたが、その生徒自身大して氣にもとめなかつたの
で、どんな蟲だつたか知らない由である。

雑報

●コロナの分布に就て

一八九三年より一九二九年に至る九回の日食に於ける
十五の寫眞観測を材料として、Kosov 氏はコロナの分布状態を論じてゐる
(Astronomical Journal of Soviet Union XIII. 4)。コロナの見掛上の強度の表

現式は各観測者によつて異なるが大略次の四種に分類される。

$$I = \frac{C}{d^n} \dots \dots \dots (1)$$

$$I = \frac{C}{(d+1)^n} \dots \dots \dots (2)$$

$$I = \frac{C}{10^{n(a+b)}} \dots \dots \dots (3)$$

$$I = \frac{C}{(d+a)^n} \dots \dots \dots (4)$$

(I はコロナの強度、 d は太陽の半径を単位として太陽の縁から計つたコロナの高さ、 $C \cdot n \cdot a$ は常数)

Kosov 氏は全部の観測を共通の法則に直す爲に、二十五の観測に對しての四式の何れが最もよく適合するかを検べたが、その結果は式(1)が最もよく n の値は 2.14 ± 0.40 となる。即ちコロナの見掛上の強度は大體太陽の縁からの距離の二乗に比例して減少して行く。この n の値は太陽の活動週期即ち黒點の極大・極小と共に如何に變化するかは明瞭でなく、又波長によつて n の値が左右されることも殆んどない様である。

コロナの見掛上の強度分布が $I = \frac{C}{d^2}$ であるとするときコロナの實際の強度の分布態は次の式によつて表はされる。

$$i = F(r) = \frac{C}{\pi r^2} \int_{-\pi/2}^{\arccos r/R} \frac{r + \cos \alpha}{(r - \cos \alpha)^2} d\alpha + \frac{CR^2}{\pi r^2 / R^2 - r^2} \dots \dots \dots 5$$

(i はコロナの實際の強度、 r は太陽の中心からの距離、 R はコロナの擴がりの半徑、 C は常数)

$R = 10$ (コロナの擴がりを太陽の十倍と假定) としても亦 R は無限大としても結

果に於ては大差なく、大體次の様になる。

コロナの實際の強度も亦太陽の縁からの距離

に比例すると考へると

$$i = \frac{C'}{d^n}, \quad n = 2.71 \pm 0.04$$

となる。

次にコロナの光は全部太陽の反射光線にて、コロナを形成する物質は同一の大きさの同性質のものと假定すればコロナの物質の分布状態は次の式で表はされる。

$$D = F_2 \left(C' = \frac{1}{2\pi K K_1} \cdot r \cdot r + \sqrt{r^2 - 1} \right) F(r) \dots \dots \dots (6)$$

(D はコロナの物質の密度 K ・ K_1 は常数)

D	43.4
r	1.1
2	0.431
3	0.145
4	0.0822
5	0.0568
6	0.0440

前式の値を押入して算出すると、

$$D = \frac{C^n}{a^n}, n'' = 1.78 \pm 0.08$$

 となり、コロナの物質の分布も亦大體太陽の縁か
 らの距離に比例する。(塙川)

● 星の反彩層に於ける吸收原子の數と重合 (Blended) 吸收線の形成

(スウェーデン及スコットランドの観測結果によれば重合線の剩除強度は観測と理論とに大分違ひ違ひがある。兩氏は此は重合線を形づくる二つの原子が上下二つの層に分れて星の大氣に存在して居ると假定すれば説明されるであらうと暗示して居るが量的には何等解決を與へなかつた。スウェーデン及チャンドラセカール兩氏は此を量的に説明して居る。先づ重合線を形成する二つの原子の數を星の表面からの深さの函数として求め、いづれの原子が上層を占め又下層を占めるかを決定し、一方輻射の運動の式から理論的に出した重合線の剩除強度の氏に上の結果を入れ、結局観測と理論とは二つの原子の層の分歧圈をどれ位の深さにきめる事によつて一致するかを試みて居る。材料に選んだのは A 型及 B 型星、重合線としては水素の線と酸素の電離線を選んで居る。(M. N. Vol. 97, No. 1, 1936 (藤田))

● 天文學談話會記事

第三百八回 三月五日 (木)

1. 星の吸収線の Contour の一つの解

藤田 良 雄 氏

2. ポーチニ子午環觀測報告

中野 三郎 氏

3. 銀河回轉問題に於ける最近の傾向

鎌木 政 岐 氏

第三百九回 三月十九日 (木)

萩原 雄祐 氏

1. 週期を求める方法 (総合報告)

神田茂氏

2. (i) 小惑星軌道の調査総合報告

廣瀬秀雄氏

(ii) Reimann 週期彗星 (1928 I = 1934 b) の軌道要素に就いて

神田茂氏

(iii) 週期彗星 Schumasse (1919 IV = 1927 VIII) の軌道要素に就いて

神田茂氏

第三百十回 五月七日 (木)

1. 小惑星の一般運動の計算に就いて

廣瀬秀雄氏

● 日食準備に關する discussion

第三百十一回 五月十四日 (木)
 日食準備に關する第二回目の discussion

第三百十二回 七月九日 (木)
 日食に關する preliminary report

第三百十三回 九月十七日 (木)

1. 1923, 24 年の月による金星掩蔽觀測の整約(1)

堀 鎮夫 氏

2. 彗星と新星の近況

神 田 茂 氏

3. 本年の北海道皆既日食に於けるコロナの emission line

關 口 鯉 吉 氏

● 學界消息

▲ 本會特別會員東北帝國大學講師一柳壽一氏は去る三月十一日付を以て同學助教授に任命された。▲ 本會特別會員東京帝國大學助手兼東京天文臺技手藤田良雄氏は今回東京帝國大學講師になられた。▲ 本會特別會員廣瀬秀雄氏は大學院學生として東京天文臺に於て天體寫眞觀測に從事されて居たが、今回東京天文臺より天體觀測を嘱託され、又本會特別會員長澤進平氏は東京天文臺より天體分光觀測を嘱託された。▲ 本會特別會員山代實氏は今般都合により東京天文臺を辭され高等工學校附屬工科學校に教鞭を取られる事となつた。

● 一月に於ける太陽黒點概況

黒點の出現は相變らず盛大を極め二月は上旬並に下旬に大小種々無數の黒點群が陸續としてあたかもひとつの流れの如く出現太陽面を賑はした。中旬に於てやゝ小量の減少をみた。まづ上旬には約二十個に近い多數の種々の小黒點群の中にまぢつて先月末出現の不規則な大黒點群の大集團からなる大黒點群が引續いてしばらく西の部分に見え、中旬やゝ減少して下旬にいたつて再び盛大な出現を續けたが、これ等のうち珍らしい黒點群としては二個の大變に大きなない鎖状黒點群と他に小黒點群を伴つた大變に大きな一個の整形黒點出現、單獨の整形黒點としては近來まれなる大黒點群であつた。(千場)

● 無線報時修正値

東京無線電信所(船橋)を経て東京天文臺より放送した今年三月中の報時修正値は次の通りである。(+)は遅すぎ(-)は早すぎを示す。但此の値は第一次修正値で、精密な値は東京天文臺發行のデュアルタンに出来る管である。

(水野)

中に極大に達する星の觀測の型を示し、星は半個座R、ケンタウルス座T、巨鳥座X、ヘルクレス座S、蝎座RR、三角座R、小獅子座R等である。

3月	11 ^h		21 ^h		D	d		
	學用報時		學用報時					
	最初	最終	最初	最終				
1	-0.09 ^s	-0.09 ^s	-0.07 ^s	-0.11 ^s	-0.11 ^s	-0.10		
2	-0.15	-0.15	-0.15	-0.16	-0.16	-0.11		
3	-0.17	-0.15	-0.13	-0.19	-0.18	-0.15		
4	-0.19	-0.18	-0.16	-0.04	-0.04	-0.05		
5	-0.04	-0.04	-0.02	-0.06	-0.06	-0.04		
6	+0.05	+0.05	+0.03	+0.02	+0.01	+0.03		
7	+0.03	+0.04	+0.07	+0.08	+0.08	+0.05		
8	+0.07	+0.07	+0.10	+0.02	+0.02	+0.05		
9	+0.05	+0.06	+0.04	+0.06	+0.06	+0.06		
10	+0.09	+0.09	+0.08	-0.06	-0.06	-0.03		
11	-0.04	-0.04	-0.06	-0.03	-0.06	-0.06		
12	-0.06	-0.06	-0.09	-0.08	-0.08	-0.10		
13	-0.11	-0.11	-0.14	-0.15	-0.15	-0.12		
14	-0.17	-0.16	-0.17	-0.16	-0.17	-0.15		
15	-0.21	-0.21	-0.19	+0.03	+0.04	+0.04		
16	+0.02	+0.03	+0.03	+0.02	+0.02	+0.04		
17	+0.01	+0.01	0.00	+0.02	+0.02	0.00		
18	0.00	0.00	+0.02	+0.04	+0.04	+0.04		
19	+0.02	+0.02	+0.03	-0.02	-0.02	0.00		
20	-0.04	-0.04	-0.01	+0.01	+0.02	+0.01		
21	0.00	0.00	+0.02	+0.03	+0.03	+0.05		
22	0.00	+0.06	+0.07	+0.06	-0.02	-0.03		
23	-0.02	-0.01	-0.02	-0.04	-0.04	-0.06		
24	-0.08	-0.08	-0.08	-0.06	-0.05	+0.04		
25	-0.10	-0.10	-0.08	+0.02	+0.04	+0.06		
26	+0.03	+0.03	+0.05	+0.04	+0.04	+0.03		
27	+0.02	+0.01	+0.04	+0.01	-0.02	-0.02		
28	-0.01	+0.01	-0.02	+0.08	+0.09	+0.07		
29	0.00	0.00	+0.08	+0.01	+0.01	+0.05		
30	+0.08	+0.09	+0.08	+0.01	+0.01	+0.05		
31								

D—變光時間 d—極小繼續時間

● 東京(III等)で観測された掩蔽(日没)

方向は北極又は天頂からの時計の針の反対の方向を表す。

1937

番 號 付 號	日 等	潜 入		出 現		月
		方 向	a b	方 向	a b	
1	6 ^m	2 ^h ^m	28 ^h ^m	49° 102°-0.6°+2.8°	3° 31° 262° 310°	17 ^a 245°
2	19	51	18 49	115 126-2.8-1.0	20 18 126 299-2.2-2.6	8.9
3	28	3.6	21 13	103 155-0.8+1.3	22 22 251 296-1.6+2.2	18.0
4	30	5.3	21 56	97 152 0.0+1.4	23 57 238 289-0.9+2.5	20.0

星名 (1) 207 B Aqr, (2) e Leo, (3) ξ Sgr, (4) τ Cap. 括弧内は番號を示す。
a, b については本誌第二十七卷第九號参照。

● 流星群 五月も概して流星の出現數は少いが、上旬の水瓶座流星群はハリー彗星に屬するもので稍々著しく現はれる」ともある。

赤 經 赤 緯 附近の星 性 質

一一八日 二二時二〇分 南二度 冠座 水瓶座 速、痕、速、白

● 變光星 次の表は五月中に起る主なアルガル種變光星の極小の中の回を示したものである。長週期變光星の極大の月日は本誌第一十九卷第十二六頁にある。五月

●惑星だより 太陽 牡羊座の南部より北東に進み月末牡牛座の北部に移る。一日東京での夜明四時十五分、日暮七時一分となり三十一日は兩者の時刻が三時五十分と七時二十七分となる。同様に日出時刻次第に早く日没漸次遅くなり月初の晝間十三時三十七分より月末十四時二十三分となる。

出入方位逐次北方に偏し南中高度亦増大し視直徑は幾分小くなる。

二日は立春からの通日で所謂八十

八夜に當り六日午前七時五十一分

立夏（黃經四十五度）となる。

月 一日正午の月齢十九日九で

ある。四日午前三時三十七分水瓶

座の西部で下弦、十日午後十時十

八分牡羊座の東部で朔となる、十

七日午後三時四十九分六分儀座の

北部にて上弦、二十五日午後四時

三十八分蝎座の西北部で望とな

る。此間月の赤道よりの距離最北

となるのが十二日午後七時であ

る。尚ほ近地點通過は十一日前

三時で地球赤道直徑の凡そ二十八

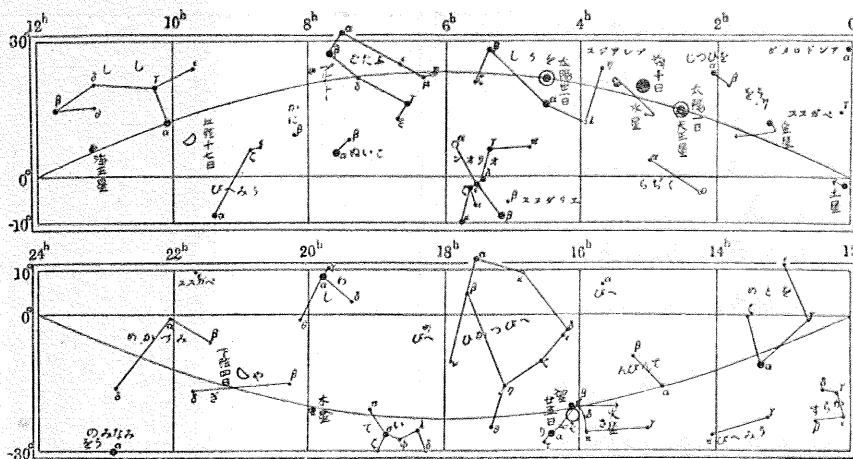
倍、遠地點通過は二十四日午後十

時で太約三十二倍となる。

水星 月初め宵の西空に殘るこ

と凡そ一時間である。十一日午後

移り十日午後八時降交點通過、二十四日午前一時留となり再び順行に移る。此間十



一日内地時刻の午後五時三十一分から同六時三十分にかけて水星が太陽の左縁を掠めて一部太陽面に入込む部分的水星日面通過が起る。地球上此現象の見えるは南方亞細亞、フイリッピン、濠洲の西部、印度洋方面であり日本では見えない。

金星 魚座を逆行し既に曉の明星となる。七日午前七時順行に移り八日午後八時降交點を通過して黄道の南方に進み、二十四日午前十一時五分には最大光度となり月初の晝間十三時三十七分より月末十四時二十三分となる。其軌跡は内合に近づくに従つて増大し依て光面は小となり、此際地球との距離は縮小するを以て反對に其光面は大となる。此二つの理由に依り内惑星の最大光度は離隔と内合との中間で金星の場合は内合の前後平均三十六日目に當る。光度負四・二等星。

火星 蝦座より天秤座に逆行し一日の出午後八時十三分、入翌午前六時十分、三十一日は各々五時三十二分と翌三時三十四分となる。此間二日午前一時降交點を通過し二十日午前三時三十六分衝の位置に達して觀望に好適となる。二十八日午後一時

地球に最も近より此時兩者の距離は凡そ七千六百三十萬糠弱となる。光度負一・七等星

木星 一日の出午前零時五分、南中同五時四分、三十一日には各々午後十時三分と翌三時二分となる。射手座を順行中十六日午前二時留となつて逆行に移る。三十

日午前四時五十一分月と其南方凡そ四度を距てて合となる。光度負二・一等星。

土星 魚座の南西を順行し一日の出午前三時十五分、三十一日同一時二十五分となる。七日午後十時直前月と其南方七度七の空間で合となる。光度一・二等星。

天王星 牡羊座の南部にありて一日の出午前四時五十二分、三十一日は同二時五十九分となる。十日午前九時二十一分月と合の位置に達する光度六・二等星。

海王星 一日の南中午後八時十七分、三十一日は同六時十八分と順次早くなる。

獅子座の南東部を逆行中、二十八日午後五時順行に移る。光度七・七等星。

ブルートー 光度十五等星、蟹座の西端を順行中である。

●星座 カシオペイア、ペルセウス、馴者の群星模糊たる銀河に沿ひて北西の端に傾き北斗七星を暫時子午線上に觀る。此頃偶然にも空を仰いで吾人の注意を促す

は大熊の南方特に明彩なる形態を露す獅子座である。曾て夏至の太陽の位置が此星座中にあつたのを以て有名である。主星レグレスの名は支配者を意味しコペルニクスに依て命名されたものと云はる。春去らんとし牛飼、乙女等中空に逼る。月半ば

西に沈むは牡牛、オリオン、大犬等東に昇るは琴、蛇遺、蝎等である。（高澤）

ジーンス卿著 理學士 藪内清氏譯 第二版

京都帝大
理學博士

荒木俊馬氏著

神秘の宇宙像

四總定送
六布價料
判裝一
百函八
二幀圓十
頁入錢錢

天文宇宙

石井重雄博士は本書の特色を擧げて曰く

『又この書物の中で天文學が古來指摘し來つた自然法則、その秩序性、調和性を特に明にした所が多い。又天文學が哲學的な世界觀に有力な材料や示唆を與へたこと、與へ得ることもほの見えてゐる。最後の章の宇宙構造論の後半などは少しく哲學的説明に走り過ぎてゐる様に見えるが、最近の宇宙觀の構成に多大の寄與をなすであらう。著者はこれら全體を天文學の思想と言つて居られる。從來の書物には得られなかつた比較的纏つた素材が確かに盛られてゐる……』

新しき科學の世界像！ 最近の天文學や新物理學の發展に因つて、宇宙像は如何に變革を來たしたか。自然科學的一大鐵則たりし因果律は、今やハイゼンベルグの不確定律に置き換へられ、自然是機械的といふよりも、純粹數學の記號によらなければ、説明不可能となつた。

宇宙は思索の創造である！ 新量子說・相對原理・膨脹宇宙說等、最近の興味深き新理論を提へて、其の本質的意義を解説し、『宇宙は大なる機械たるよりも更に大なる思索であるやうに見え初めてゐる。精神はもはや物質王國の偶の闖入者ではなく、吾々はそれを寧ろ物質界の創造者とし、支配者として認むべきだと考へ初めてゐる。』との神秘哲學を導き出した本書が、既に英文讀書界に於て十數萬の讀者を獲得した事實は、如何に問題自身が科學と宗教界に關心を持たれたかを語る。

山本一清博士監修・東亞天文協會編
1937年版 天文年鑑 新發賣 中版

定價 一圓五十錢 送料八錢

四六列三百六十頁總布價函入 三色版一葉寫真版八葉函五〇 定價 二圓八十錢

第一章 天文學の起源
第二章 學藝復興と近世天文學の起源
第三章 天文學の基礎知識
第四章 現代の宇宙觀
第五章 星辰進化の問題
第六章 太陽の黒點
第七章 星辰の内部構造
第八章 宇宙構造論

恒星社 發賣

四ノ二町間久佐南區芝市京東
番八三七四六 京東座口報

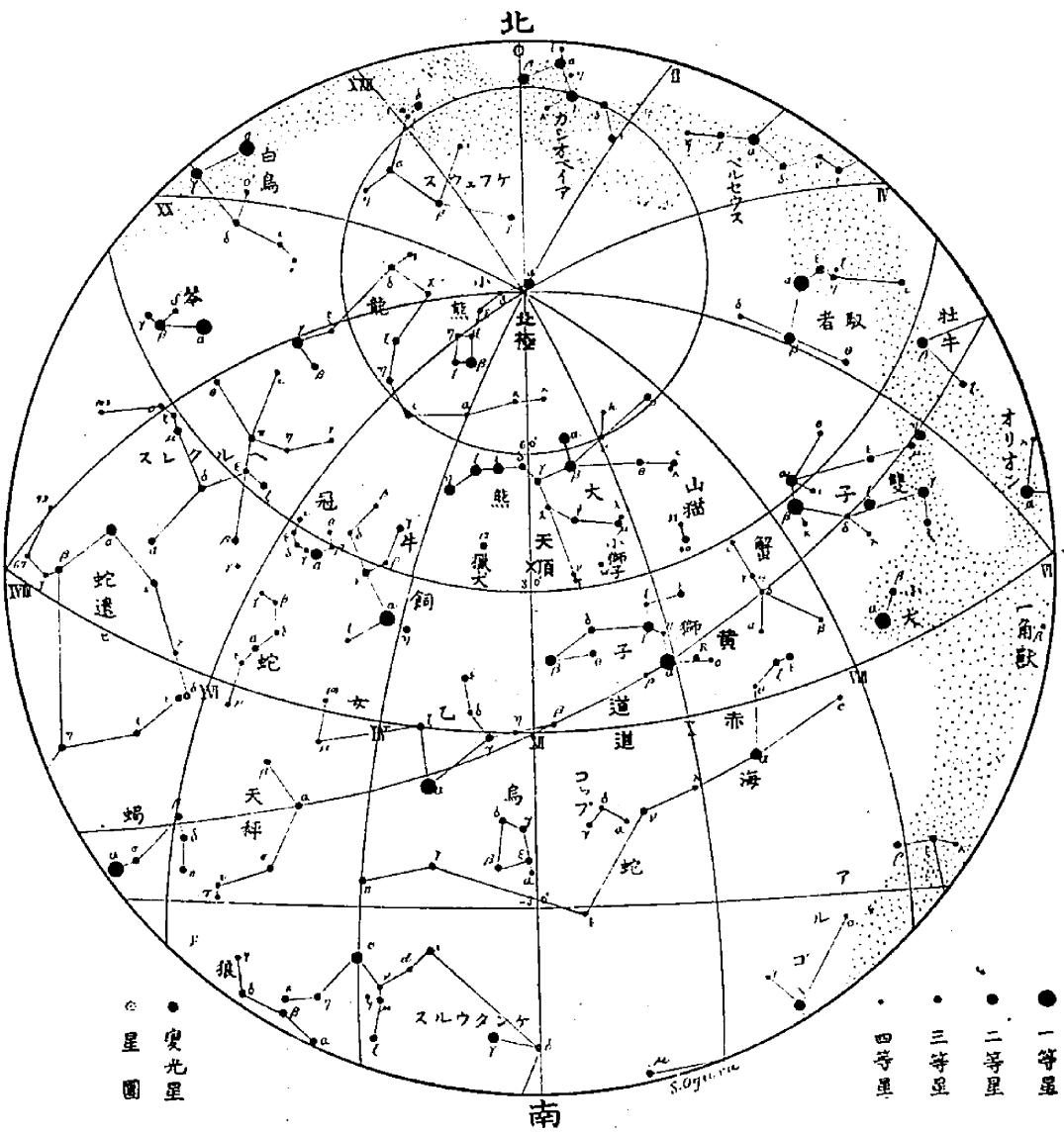
發行

五 月 の 星 座

時 午 日 十 三

時 午 日 五 十

時 午 日 一



第五卷 第一冊 (第十七號)
昭和十一年十二月三十日發行
定 價 一 等 星
定 價 二 等 星
定 價 三 等 星
定 價 四 等 星
內容 ◎天頂星のみの観測から方位角を決定する方法(田代庄三郎)◎ノモグラフによるケブラーの方程式の解法(鈴木敬信)◎ノモグラフによる座標轉換(鈴木敬信)◎光冠の偏光寫眞(竹内時男)◎グリニッヂの緯度變化について(川崎俊一)◎六月十九日日食観測結果報告(豫報・松隈健彦)◎北海道幌延に於ける皆既日食観測概報(古畑、黒岩、五味)◎日本天文學會員のヘルクレス座新星の観測(五)(神田茂)◎日本天文學會員の新星の観測(神田茂)

東京天文臺繪葉書

(コロタイプ版)

第一集—第六集

各集一組四枚

送料二十五枚まで

定價金八錢
金貳錢

ブロマイド天體寫眞

定價一枚

送料二十五枚まで

定價金八錢
金貳錢

一四六既刊

發賣所 東京府下三慶村東京天文臺構内
振替東京一三五九五番

日本天文學會

東京市神田町及神保町

書店