第1次南極地域観測隊地磁気部門報告

小口 高*·百瀬寬一**

REPORT ON GEOMAGNETIC OBSERVATIONS OF THE JAPANESE ANTARCTIC RESEARCH EXPEDITION, 1956–57

Takasi OGUTI* and Kanichi MOMOSE**

Abstract

During the reconaissance survey in 1956-57, geomagnetic observations of a few kinds were carried out by the Japanese Antarctic Research Expedition in the neighbourhood of Prince Harald Coast.

Since Prince Harald Coast, which had never been landed on before, is situated just under the auroral zone, it has been supposed that geomagnetic observation would afford quite interesting results in relation to various geophysical phenomena such as ionosphere, aurora, cosmic rays and so forth.

Absolute measurements of the geomagnetic field were frequently made during the period from Jan. 16, the day when M. S. SOYA arrived at the outer margin of the ice sea, to Feb. 15, when SOYA left Ougul Islands. The points of observation were chosen on the pack ice, the fast ice and on East Ongul Island. Meanwhile, continuous recording of changes in the geomagnetic field were carried out on the fast ice over nearly 10 day's period from Feb. 1.

Although we have not much to conclude because the observation-period was very short,

the observation enabled us to clarify some interesting characteristics of the geomagnetic field as well as its disturbances in such a high-latitude region. The outline of the observation and its results will be briefly described in the following.

:

(1) A magnetometer of E.R.I.-type¹⁾ was used for absolute measurements of three geomagnetic elements, while for the observation of geomagnetic variations, a direct-vision magnetograph was used. Being constructed so handy and light, the E.R.I.-type magnetometer is easily operated by two observers. It was possible to handle it with gloved fingers even in low temperatures. Its high capability for quick observations was in fact proved during the survey on East Ongul Island. The error of measurements amounted to roughly 1' for both declination and inclination, while that for geomagnetic force was less than 10γ .

The direct-vision magnetograph works in the following way. Pulse voltages are applied to the detector-coil with a high μ -metal core, the pulse induced in the secondary circuit is

^{*} 東京大学理学部地球物理学教室, 第1次及び第2次南極地域観測隊員. Institute of Geophysics, Faculty of Science, University of Tokyo. Member of Japanese Antarctic Research Expeditions, 1956-57 and 1957-58.

^{**} 信州大学文理学部地学教室, 第1次南極地域観測隊員. Institute of Earth Science, Faculty of Liberal Arts and Science, Shinshu University. Member of Japanese Antarctic Research Expedition, 1956-57.

小口 高・百瀬 寛一

then modulated by the magnetic bias which is given by the geomagnetic field. By measuring the extent of modulation, it is possible to measure the intensity of any resolute of the geomagnetic field. The sensibility was $16 \gamma/mm$ and the speed of recording paper was chosen to be 50 mm/hour.

(2) Absolute measurements were made on the pack ice at the time of occasional anchorings. In order to avoid the influence of ship-magnetism, measurements were usually made at a distance as much as 100 m or more from SOYA. The first observation, however, was made at a distance only 26 m from the ship, so that the result of measurement was influenced by the magnetic field due to the ship. From the result thus obtained, it was estimated that the magnetic moment of the ship amounted to approximately 6.9×10^8 e.m.u.

After the final anchoring off the coast of East Ongul Island, absolute measurements were carried out on the fast ice. A series of comparative measurements for calibrating the base lines of the magnetograph was also made on Feb. 8.

A magnetic survey was made over East Ongul Island on Feb. 9 and Feb. 10. The observation points were chosen at the 9 points marked for the topographical survey.

As to the recording of geomagnetic changes by the direct-vision magnetograph, a nonmagnetic tent was pitched on the ice at a point 250m north of the anchored ship. The magnetograph was set in the tent, and the magnetic detectors were buried at a depth of 50 cm from the surface of ice. When the ice became soft and damp, the level adjustment of the detectors sometimes failed and electric insulation became imperfect. Besides these, some technical difficulties arose in the recorder and the amplifier though they were quickly put right. These points should be improved hereafter. The recording of D, Z and H was began respectively at 17 h50 m, 18 h 55 m and 20 h00 m on Feb. 1. The work was continued until Feb. 11, when we had to remove the instrument because of the sudden development of fissures in the neighbouring ice.

(3) All the observed values of absolute measurement and the hourly values calculated from the variometric observation are given in Table I and II respectively.

The figures shown in the first line of Table I were obtained from the observation at the point close to the ship. The values obtained on Feb. 8 and 9 were measured in order to calibrate the base lines of the magnetograph. The last 9 values were obtained during the survey over East Ongul Island.

(4) [1] The most striking is the fact that the intensity of the geomagnetic field is extraordinarily small in the neighbourhood of Prince Harald Coast. In Table III, the observed values at Syowa, Mawson⁴⁾, Port-Martin⁵⁾ and Mirny Bases⁶⁾ are compared with the values indicated in the magnetic charts which were compiled by Vestine et al in 1954. We see that the absolute values obtained at Syowa Base are about 10% smaller than those of Vestine's chart³⁾; in the same way, those at Mawson and Port-Martin Bases are respectively 6% and 3% smaller, while those at Mirny Base are slightly larger than those of Vestine's.

Even if corrections for secular variation⁷⁾ are taken into account, we find that the abovenoted relation stands good. The magnetic chart for the eastern part of the Antarctica should therefore be much revised. It is highly desirable to make much more extensive studies of the distribution of the geomagnetic field in the Antarctica during the forthcoming expedititon in 1957-59. One of the reason why we find such a small geomagnetic force, however, might be assigned to the fact that a considerable amount of ferro-magnetic

3

minerals such as pyrrhotite, ilmenite and magnetite was found on Ongul Island and its neighbouring islands, and that the rocks composed of these minerals are magnetized downwards. From these facts, it might be supposed that there lies an extensive mass of rock magnetized downwards beneath the Prince Harald Coast.

[2] Figs. 3 show the magnetic charts of East Ongul Island, where we find some anomalies. The number of the points of observation should be increased in the future in order to clarify the distribution of the anomalies.

[3] The average of hourly values for 10 days is shown in Fig. 4. On comparing it with those of Ross Island given by the English Expedition (1901–1904)⁸⁾ and of Adélie Land given by the French Expedition (1951–1952), it seems natural that daily variation of that character was observed at Prince Harald Coast.

[4] (a) Magnetic bays that occurred during the period from Feb. 1 to Feb. 2 are shown in Table IV. As can be seen in Fig. 6, the occurrences of bays show close correspondence with the abnormal increase of critical frequency of the E_s -layer, and in extreme cases, with the black out of reflected waves.

(b) Fig. 7 shows the frequency of occurrence of geomagnetic pulsations arranged according to their period. Unlike the bay, no one-to-one correspondences are found between pulsalations and ionospheric disturbances even in the case of pulsations of pretty long duration. As is also shown in Fig. 8, pulsations having various periods are found even in a train of pulsations. The occurrences of geomagnetic pulsation during the observation period are given in Table V. It is surprising that changing vectors of geomagnetic pulsations are distributed around geographic east or west, while the vertical force usually points to slightly downward direction.

(5) Since the observation was made during the midsummer of the Antarctica, we could not examine the relation between auroral displays and geomagnetic phenomena. Studies of this sort will be one of the interesting items during forthcoming observation in 1957-1959.

1. 序 論

1956 年から 57 年にかけて行われた南極地域観測隊の観測計画の一部としてのプリンスハラ ルド海岸付近における地磁気測定は、本観測の予備的なものとして、次の二つの意味を持つて いる. その一つは、他の地学的諸分野に於ける興味と同じく、この地域が未だ人類を寄せつけ ない処女地であることであり、他の一つは、プリンスハラルド海岸の特殊性、つまり丁度極光 帯の真下に位置し、地磁気、電離層、極光、宇宙線等の一連の擾乱現象の研究に特に都合がよ いという事実である. この観点から、今回の観測期間に於て、観測船が1月16日氷海にはい つてから、しばしばパックアイス上にて地磁気測量を行い、且又船が定着氷に接岸中、2月1 日より約10日間に亘つて、ファストアイス上にて地磁気変化観測を行つた. 勿論、今回の観測 は、IGY 本観測の予備的なものであり、時間的な制約もあつて、今回の観測だけから、結論 を導こうとするのは早計であるが、本観測の準備としての目的は充分果し得たと考えられる. 小口 高・百瀬 寛一

2. 測 定 器 械

1) 絶対測定用として、地震研究所型磁気儀^Dを用いた.写真 1 に見られる様に小型軽量 で、2 人で手軽に運搬操作出来、従つて後述の様に船が氷海中に停止する時には、氷盤上で測 量を行うことが出来た.又限られた時間内での東オングル島の測量などにも、その軽便性は大 いに役立つた.精度は偏角及び伏角について 1['] 以内、全磁力について 107 以内である.

変化観測用として直視型の磁力計²⁰ を用いた.これは、高透磁率金属(モリブデンパーマロイ)の履歴曲線によるパルスの変調を利用するもので、自動平衡方式の三成分(D, H,
 の記録計を備えている. 感度は 今回の 観測では、167/mm とし、記録紙の 送りは 50 mm/hour とした.本観測の場合は、4.8 及び 167/mm を切替えて用い、かつ送りは 100 mm/hour で使用する予定である.

3. 観 測 経 過

1) 1月16日, 宗谷が群氷の中へ砕氷前進を始めてから, しばしばヘリコプター偵察や密 群氷のために仮泊した. それらの仮泊の期間, 可能な限り, 船の周辺 100 m 以上離れた氷盤 の上で, 地磁気測量を行つた. 数回の測定の間, ただ一つの例外を除いて, ぎつしりつまつた 氷盤が測定中運動したと思われる形跡はない. ただ一つの例外的な場合は, 比較的ゆるいパッ クアイス内での氷盤上の測定で, 測定時間約 20 分の間に, この大きな氷盤が, 約5 度廻転し たのが認められた. 又, 最初の測定(1月16日)は, 船から約 26 m の距離で行われたため に, 船体磁気の影響が大きく, この値から船の双極子能率は, 約 6.9×10⁸ emu 程度であるこ とが推定された. 又, 船の接岸後, 1月24日, 27 日にファストアイス上で測量を行い, かつ2 月1日から開始した変化観測のベースラインを決定するための比較測定を2月8日に行つた.

2) 時間に追われて、変化観測の器械をオングル島に運ぶのが不可能になつたため、2月1 日より氷上での変化観測の準備を始め、宗谷の接岸点より約 250 m 北方に離れたファストア イス上にテントを張り、この中に記録器、増巾器、エリミネーター、インバーター、バッテリー 等を収め、三成分の磁気素子を、このテントから更に 100 m 北方の雪中 50 cm の深さに埋 設した.記録は、2月1日の真夜中より開始された.雪中に磁気素子を埋設したため、観測中 の温度補正は実際上不必要であつた.この付近のファストアイスは、表面の雪が融けかかつて 軟いために、埋設した磁気素子の水平が狂つたり、絶縁が低下したりする事故が時々あつた. この期間に於ける主な経過は、次の通りである.

Jan. 31. 直視式磁力計を設置.

 Feb. 1. 磁気素子及び増巾器の調整. B回路のホーロー抵抗が切断し、これを交換. D成

 分は 17^h 50^m より、Z成分は 18^h 55^m、H成分は 20^h 00^m よりそれぞれ動作

を開始した.

- Feb. 2. バッテリー電圧降下に依り、ノイズを増す. H 成分記録計のフリクション・ロー ラーが緩く、送りに若干の不整一を認めた.
- Feb. 3. D 成分のタイムマーク打点がやや強過ぎた.
- Feb. 5. D 成分サーボ褶動抵抗の接触不良のため、スケールアウトの事故があつた.
- **Feb. 7.** バッテリー交換の手数を省くために,船より 100 V Ac ラインを引き,充電々流 を開始した.
- Feb. 8. 磁気素子に水が浸み込んで凍結し,感度コイルの一部が切断した. H 成分増巾器 のドライバーが,利得不足に陥つた.8日夜から9日にかけて,絶対測定を行い, ベースライン値を決定した.
- **Feb.11.** 宗谷船側の氷が割れたため,変化計を撤収した.ただし,増巾器と磁気素子を結 ぶコード 100 m 2 本は,放棄せざるを得なかつた.

3) 2月9日,10日の2日間は,基地に決定した東オングル島の地磁気測量に充てられた. 便宜のために,その測定地点は,既に行われた地形測量の9ケの測点とした.これらの測定点 を第1図に示す.





小口 高・百瀬寛一

(106) 〔南極資料

4. 観 測 結 果

水海航行中のパックアイス地域における測量,ファストアイス上でのベースライン決定及び 東オングル島の測量を含むすべての絶対測定の結果は,第1表の通りである.ここで,最初の 測定は,船の近傍での値で,これから船の双極子能率を計算した.又,2月8日から9日にか けての三つの測定は,変化計のベースライン決定のための比較観測を,最後の9ケの値は,東 オングル島での測量値を示している.又2月1日より11日までの変化観測に基づく地磁気の hourly value は,第2表に要約される.

5. 観測結果についての考察

1. 磁場の絶対値について 今回の測定で特に注目すべきことは、プリンスハラルド近辺での磁場の絶対値が、意外に小さいことである.これは、1945年の Vestine の編集に基づく磁気図の値³⁰ に比べると、約 10% 小さい値を示している.他の観測点での値を比較して見ると、



第2図 南極大陸東部の観測点分布

Fig. 2. The distribution of magnetic station in the eastern part of the Antarctica.

例えば, オーストラリアのモーソン基地⁴, フランスのアデリー における ポールマルタン基 地⁵ でも,同じくそれぞれ 6% 及び 3% 小さい値を示していることが判る. 一方,ソヴィエ トのミルヌイ基地での値⁶ は, Vestine の値に比べると,わずかではあるが,大きく出てい る. 尚, 1945 年以後の永年変化ⁿ から外挿した値と比べて見ても,以上の比較に本質的な変 更は認められない. この結果を第3表にまとめてある. かくして, 南極大陸の東部の地磁気 地図は, 必然的に, 大きく改訂されなければならないことが判る. この様に大きな違いが, 何 に原因をもつているかは, まだはつきり判らないが, その一部は, この近傍の岩石に含まれる 強磁性鉱物に依るものかも知れない. というのは, オングル島及びその周辺の島で, 今回の観 測期間にかなりの強磁性鉱物を発見したからである. しかも, 岩石中に含まれているこれら強

磁性鉱物は,下向きに磁化していることが知られ たからである.これらは,多くピロタイト,イル メナイトであり,マグネタイトも若干認められて いる.

2. 東オングル島の磁気測量について 東オン グル島の磁気測量は,時間的制約もあつて,9点 しか採ることが出来なかつた.上述の様に,強磁 性鉱物の多い地域であるから,本格的な磁気図を 作るためには,更に詳しく測量を行う必要がある が,今回測定の範囲では第3図に示される程度の 異常を示している.これらの異常については,更 に本観測での細かい観測網での測定をまたなけれ ば,早急な決断は為し難い.





第 3-2 図 東オングル島偏角磁気図(西偏) Fig. 3-2. The distribution of west declination on East Ongul Island.



第 3-1 図 東オングル島水平分力磁気図 (単位:γ)

Fig. 3-1. The distribution of horizontal intensity on East Ongul Island $(Unit : \gamma)$.



第3-3 図 東オングル島鉛直分力磁気図 (単位:γ) Fig. 3-3. The distribution of vertical intensity on East Ongul Island (Unit:γ).



Fig. 4. Daily variation for the three geomagnetic elements.



第5図 等価電流矢と北半球電流系 との比較

Fig. 5. The distribution of equivalent overhead current arrows compared with the current system in northern high latitudes.



Fig. 6. Correlation between the geomagnetic bay disturbances and pulsations and ionospheric changes.

value の 10 日間の平均を図示すると,第4 図の様になる. これをロス島において 1901~1904 年に英国探検隊の調べた値⁸⁰ 及び 1951~1952 年にアデリーにてフランス観測隊が得た値⁹⁰ に 比べて見ると,尤もらしい値を示している. 北半球と比較するために,北半球高緯度において 得られた磁気嵐の電流系⁹⁰ と上の current arrow とを比較して見ると (第5 図),よく一致 していることが判る. なお日数が短かかつたために,これを擾乱日,静穏日に分けることは余 り意味がないと考え, 10 日間の平均のみを問題にした.

4. 地磁気短周期変動 a. 湾型変化 2月1日より 11 日までに,記録上に得られた湾型 変化を第4表に示す.第6図に見られる様に,湾型変化は,夜間の E₃層の臨界周波数の異常 増加現象及び,甚しい時は,消失現象に一対一の対応を示している.昼間の湾型変化は,これ に対して,対応する電離層異常現象は夜間程明らかではない. Bay を起す 強電離領域の 南北 両極光帯での位置関係,時間関係については,まだはつきりは知られていないが,中緯度の観 測点 (Kakioka & Toolangie) での観測に基づいて調べた結果によれば,位置はほとんど地 磁気赤道について対称であり,かつ時刻はほとんど同時であると云える様である.

b. 地磁気脈動 第8図に見られる様に,湾型変化と違つて脈動はかなり長い間続くもので も,これに一対一に対応する電離層変化を見出すことは,困難な様である.しかし,やはり, 電離層擾乱時に脈動の多いことは図に見られる通りであり,更に本観測での詳細な綜合観測が 望まれる.これらの脈動の原因について,種々の推定¹⁰⁰が為されているけれども,理論的な研

究と比較するためには、まだ地球全体としての脈動の Morphology は不完全である様に思われる.連続観測期間中に得られた脈動のリストを第5表に示す.これらの脈動について、次の事柄が知られている.まず、脈動の周期分布は、第7図に示される通りである.この周期は、従来の脈動の観測結果¹¹¹に比べると、かなり長いことが特徴的である.





尚,期間は,一連の脈動の中でも,かなり変化する場合があるが,ここでは,振巾の大きい代 表的と思われる周期を採用した.又一連の脈動の波数の分布は,第8図に示してあるが,これ は古い Rolf 等の調べた脈動に比べると,極めて短い様である.頻度の日周変化は,わずか 10日間の資料では判らない.更に,ここで一つ注意すべきことは,これらの脈動と,低緯度 地方で見られる短周期の脈動の間には,時間的関聯が極めて薄いという事実である.又脈動の 変化ベクトルの振動方向は,極めて特徴的で,地理的東西に近く,西向きの時Zはわずかに下 向きの傾向を示している.









Fig. 9. The distribution of changing magnetic vector associated with geomagnetic pulsations.

5. 極光帯における電離層・磁気擾乱と オーロラの位置的関係 今回の観測期間は 丁度南極の真夏に当つているために,この 期間に於けるオーロラとの対応は,知るこ とが出来なかつた.しかし,オーロラの出 現地域,電離層・地磁気の各擾乱地域の間 には,密接な関係があり,これらがすべて 飛来粒子に由来するのは明らかであるが, 個々の飛来位置の分布,時間的変化等につ いては,Meek,Hope¹³⁾等の研究結果等が その一部を示してはいるものの,まだまだ 確定的なものとは云い難く,これらは本観 測に於ける重要な観測目的に数えられる.

今回の予備観測は,期間に制限されて, この観測だけから確定的な結論を導くこと は困難であるが,本観測に対して,色々な 問題を提起した.その主なものは,上に述 べた極光帯地域の各擾乱現象相互間の関係

であり、その一部として脈動その他を挙げることが出来る.本観測に於ける一年間の観測は,

これら一連の嵐の現象を明らかにするのに、役立つであろう.

終りに、この観測に使用した観測器械類の製作,整備にあたつては、地震研究所の力武常次,横山 泉、上田誠也の諸氏および日立製作所中央研究所の阿部善右衛門氏のお世話になつたことを記して, 感謝の意を表する.

文 献

- 1) T. Rikitake: Unpublished.
- 2) Y. Kato, Z. Abe and A. Sakurai: Sci. Rep. Tohoku Univ., Ser. 5,7, 15 (1956).
- E. H. Vestine, L. Laporte, I. Lange and W. E. Scott: Carnegie Institution of Washington, Publication No. 580 (1947).
- 4) H. F. Johnston: Journ. Geophys. Res., 61, 273 (1956).
- 5) P. N. Mayaud: Expédition Antarctique, résultats scientifiques No. 5, IV, 2, Terre Adélie 1951-1952, Magnétisme Terrestre (1954).
- 6) A. Senko: Studies of the earth's magnetic field in the Antarctic (1957).
- 7) T. Nagata and T. Rikitake: Journ. Geomag. Geoelectr., 9, 42 (1957).
- C. Chree: National Antarctic Expedition, magnetic observation. Roy. Soc. London (1909).
 P. N. Mayaud: Expédition Antarctique, résultats scientifiques No. 5, IV, 2, Terre Adélie 1951-1952.
- 9) T. Nagata and N. Fukushima: Rep. Ionos. Res. Japan, 6, 85 (1952).
- For Example, J. W. Dungey: The Pennsylvania State Univ. Ionos. Res. Rad. Sci. Rep., No. 69.

S. Akasofu: Rep. Ionos. Res. Japan, 10, 227 (1956).

- 11) For example, B. Rolf: Terr. Mag., 36, 9 (1931).
 L. Harang: Terr. Mag., 37, 57 (1931); 41, 329 (1936).
- 12) For Example, J. H. Meek: Journ. Atmos. Terr. Phys., 6, 313 (1955).
 E. R. Hope: Nature, 177, 571 (1956).

小 ロ 高・百 瀬 寛 一

第1表 地磁気絕対測定結果

	luon	Date	(G.M.T.)	D	H	Ζ
68°20′ S	39°55′E	Jan. 19	0555		w 18753	43329
68 58 S	38 43 E	Jan. 20	1449	· —	18808	43221
68 57 S	39 02 E	Ian. 21	1050	43°47′	18547	43308
		3	1136	43 10	18659	42689
			1250	43 06	19026	43756
			1230	43 04	19020	43709
			1454	42 22	10520	44118
			1434	42 20	19520	42070
			1020	43 30	19430	42979
			1709	42 39	10930	42304
			1811	42 08	18400	42480
			1911	42 33	18/2/	42796
			2011	41 18	18101	42233
			2112	42 05	18944	43394
			2209	42 19	18886	43367
68 57 S	39 02 E	Jan. 22	1148	42 58	18926	42945
			1230	42 13	19039	43613
			1338	42 49	18890	43101
			1430	42 51	19097	43583
			1537	42 52	19109	43704
			1717	43 01	18970	43313
			1834	43 03	19049	43532
	4.		1046	43 07	10037	43402
		,	1940	43 07	19037	42401
			2057	43 02	19030	43401
		T 00	2309	43 00	19030	43401
		Jan. 23	0004	43 00	19038	43471
		ĺ	0110	43 01	18980	33374
			0207	42 57	18829	43338
			0306	43 04	19002	43424
69 00 S	39 09 E	Jan. 24	1712	43 26	18984	43419
			1805	43 28	19038	43404
			1906	43 03	19142	43744
			2005	43 31	19176	43444
			2109	43 24	19025	43135
		ļ	2148	43 31	19013	43212
			2259	43.06	18892	43310
60 00 S	30 00 F	Ian 27	1410	43 24	18856	43262
09 00 5	57 07 L	Jan. 27	1550	43 25	19026	43480
			1550	43 21	18002	43435
			1039	43 25	10040	43602
		1	1807	43 23	10049	43462
			1952	43 27	19040	42296
			2054	43 30	19001	43280
			2302	43 27	19036	43466
		Jan. 28	0004	43 30	18954	43317
69 09 S	39 09 E	Feb. 8	1537	43 16	19036	43468
			2347	43 14	18931	43331
		Feb. 9	0009	43 12	18897	43219
69 00 S	39 35 E	Feb. 9	1706	44 06	19048	43877
<u> </u>	/	Feb. 10	0648	44 04	19037	43816
69 00 S	39 36 E		0923	43 55	18874	43580
- /	/		1117	43 53	18885	43640
69 00 S	39 35 E		1421	44 11	18909	43282
69 01 S	39 35 F	1	1545	44 46	19072	43309
60 01 8	20 24 E		1720	44 41	18805	43360
	コンコンサビ 20 24 正		1222	17 TI 12 16	18788	43077
611 IV. 5	17 14 E	1	1032	- TJ TU	10/00	т <i>ээн г</i>

Table I. Results of absolute measurements.

day hr	1	2	3	4	5	6	7	8	9	10	11	mean
0 1 2 3 4 5		920* 880* 910* 940* 750* 740*	810* 810* 920* 830* 360* 840*	960* 010 960* 010 990* 920*	990* 840* 610* 630* 640* 490*	020 780* 940* 990* 790* 760*	180 180 170 160 150 130		920* 010 980* 830* 770* 780*	020 010 990* 990*	030 000 960* 880* 910* 970*	18979 18951 18941 18920 18872 18958
6 7 8 9 10		990* 970* 990* 010	060 030 010 990* 980*	080 070 100 080 060	630* 930 980* 050	820* 920 190 210 250	080 050 050 060 160	970* 990* 030 030	920* 010 010 990* 980*	010 010 980* 960* 950*	990* 000	18994 18976 19003 19032 19052
11 12 13 14 15		040 060 050 030 060	990* 000 000 010 020	070 140 260 250 320	220 270 410 370 230	260 250 280 300 340	210 230 270 290 290	030 020 010 020 010	980* 990* 000 020 030	930* 950* 970* 970* 980*		19081 19101 19139 19140 19142
16 17 18 19 20	990*	040 130 280 150 990	070 120 160 100 060	250 250 390 170 930*	210 270 240 250 140	340 280 220 200 200	280 320 320 360 320	020	050 070 120 110 090	990* 000 010 010 020		19139 19180 19218 19169 19082
21 22 23	940* 930* 930*	990* 910* 770*	760* 970* 980*	920* 040 040	900* 820* 100	180 150 160	280 220	070 050 890*	050 050 010	030 030 030		19012 19017 18990
in G	.М.Т.			······································								19047

第2表(A) 水平分力毎時値

Table II. (A) Hourly Mean Values of H. $[+19000\gamma \text{ or } +18000\gamma \text{ (for the values with}^*)]$ Feb. 1957

第2表(B) 偏 角 毎 時 値

Table II. (B)	Hourly	Mean	Values	of	D.	Feb.	1957
	inourly	mucun	v urueo	O1	$\boldsymbol{\nu}$.	1 00.	1/5/

day hr	1	2	3	4	5	6	7	8	9	10	11	mean
0 1 2 3 4 5		$\begin{array}{r} 42^{\circ}57' \\ 43 & 01 \\ 43 & 05 \\ 43 & 03 \\ 43 & 06 \\ 43 & 26 \end{array}$	43°07′ 43 09 43 13 43 10 43 27 43 43	43°01' 43 04 43 11 43 18 43 25 43 29		43°05′ 42 50 43 03 43 01 43 03 43 20	43°09' 43 09 43 11 43 14 43 15 43 19		43°13′ 43 10 43 08 43 08 43 20 43 35	43°01' 43 03 43 05 43 05 43 14 43 20	42°59' 4258 4258 4256 4300 4307	43°04′ 43 03 43 07 43 07 43 14 43 25
6 7 8 9 10		43 28 43 17 43 16 43 14 43 13	43 44 43 31 43 28 43 22 43 21	43 43 43 17 43 19 43 21	43°15′ 43 12	43 20 43 15 43 19 43 11 42 58	43 19 43 15 43 14 43 09 43 04	43°43' 43 34 43 31 43 26 43 25	43 36 43 26 43 18 43 12 43 09	43 22 43 16 43 16 43 16 43 13	42 56	43 28 43 22 43 20 43 16 43 13
11 12 13 14 15		43 12 43 04 43 06 43 08 43 11	43 18 43 10 43 06 43 04 43 06	43 22 43 16 43 16 43 18 43 10	43 21 43 13 43 31 43 14 43 01	$\begin{array}{cccc} 42 & 55 \\ 42 & 51 \\ 42 & 55 \\ 43 & 00 \\ 43 & 02 \end{array}$	43 09 43 07 43 09 43 11 43 14	43 26 43 14 43 15 43 17 43 20	43 06 43 06 43 08 43 07 43 08	43 02 43 02 43 01 43 02 43 01		43 12 43 07 43 10 43 09 43 08
16 17 18 19 20	42°59′ 42 56	43 11 43 15 43 15 43 15 43 15 43 13	43 09 43 09 43 12 43 08 43 08	43 15 43 20 43 12 42 57 43 00	42 55 43 02 43 00 43 03 43 01	43 03 43 03 43 08 43 07 43 09	43 15	43 20 43 22	43 08 43 10 43 10 43 10 43 11	43 02 43 03 43 04 43 05 43 04		43 09 43 15 43 09 43 06 43 05
21 22 23	42 57 42 57 42 57	43 13 43 12 43 06	42 56 43 09 43 00		43 04 43 00 43 08	43 08 43 08 43 08			43 11 43 10 33 06	43 04 43 03 43 01		43 05 43 06 43 04
in G	5.M.T.											43 11

1 4010	II. (C)	11001	iy wican	v arues		1 13000 /	01 / 12	20007 (1		arues wi	(II /] I	CD. 1757
day hr	1	2	3	4	5	6	7	8	9	10	11	mean
0 1 2 3 4 5		150 140 140 120 80 130	190 230 230 250 310 240	$ \begin{array}{r} 30 \\ 130 \\ 100 \\ 90 \\ 110 \\ 140 \end{array} $	180 190 70 370 540 570	$60 \\ 110 \\ 80 \\ 70 \\ 110 \\ 240$	230 230 240 250 290 280	270 260 280 290 260 220	280 300 310 380 470 350	180 210 190 170 130 100	160 200 210 210 180 180	43173 43200 43185 43220 43248 43245
6 7 8 9 10		220 210 190 220 270	300 250 240 240 250	140 100 200 250 210	560 460 400 360 440	230 200 350 430 390	280 290 320 380 450	170 190 200 270 290	230 200 190 210 240	100 110 100 90 100	170 190	43240 43220 43243 43272 43293
11 12 13 14 15		290 290 290 290 290 290	280 300 310 300 300	180 210 230 170 70	470 410 270 290 170	370 400 390 370 360	490 490 460 450 440	300 340 330 310 370	280 320 300 290 290	130 150 160 170 190		43310 43323 43304 43293 43264
16 17 18 19 20	150 90	300 310 250 270 270	290 290 200 150 30	80 950* 900* 880* 840*	280 280 250 210 140	350 290 200 180 190	400 400 400 390 370	270 300	330 310 330 310 270	190 190 180 180 170		43276 43257 43213 43191 43152
21 22 23	150 160 160	240 130 140	760* 50 20	50 50 40	100 180 90	210 230 230	370 290 310	240 240 230	170 200 210	170 160 170	,	43146 43169 43160
in C	м.т.											43233

第2表(C) 鉛直分力每時值

Table II. (C) Hourly Mean Values of Z. [+43000 γ or +42000 γ (for the values with*)] Feb. 1957

in G.M.T.

第3表 南極地域に於ける地磁気諸要素

Table III. Comparison of the observed values of geomagnetic elements to the charted ones.

観測点	成 分	Vestine <i>𝕫</i> charted value	永年変化を考慮した 場合	最近の実測値	
Station	Element	Value charted by Vestine	Corrected for secular variation	Observed value	
Syowa Base	H	19900	19800	19047	
69°00′ S	D	-48°.5	$-50^{\circ}.0$	-43°11′	
39°35′E	Z	-48300	-47880	-43233	
	Ι	-67°	-47°16′	$-66^{\circ}13'$	
	F	-52300	- 51910	-47243	
Mawson	Н	19100	19250	18261	
67°36′S	D	-56°	$-58^{\circ}.0$	- 56°14′6	
62°54′ E	Ζ	- 52100	52600	- 49009	
	Ι	$-69^{\circ}.9$ $-69^{\circ}54'$		-69°33′9	
	F	- 55900	- 56010	- 52301	
Port-Mastin	H	2400	1960	1080	
66°49′S	D	-15°	-12°.4	- 36°51′2	
141°24′ E	Ζ	-71100	-71070	-69162	
	Ι	$-88^{\circ}.6$	-88°23′	- 89°06′8	
	F	-71100	-71100	-69175	
Mirny	H	15900	16060	13780	
66°33′S	D	-69°	$-70^{\circ}.5$	—77°54′	
93°00′ E	Z	-59300	- 59900	- 60390	
	I	-76°6	-74°58′	-77°08′0	
	F	-61300	-62020	-61942	

.

,

日		時刻((G.M.T.)	Range				
Date		始 Beginning	終 End	Η	D	Ζ		
Feb.	2	$\begin{array}{ccc} 03 & 20 \\ 17 & 00 \\ 21 & 56 \end{array}$	05 50 18 57 23 44	420 180 190	120 130 130	120 120 250		
Feb.	3	$\begin{array}{ccc} 02 & 20 \\ 20 & 00 \end{array}$	05 40 22 30	340 820	140 670	190 690		
Feb.	4	01 40 19 20	$\begin{array}{ccc} 02 & 43 \\ 21 & 00 \end{array}$	240	80	120 1020		
Feb.	5	20 25	22 30	550	340	560		
Feb.	6	$\begin{array}{ccc} 00 & 40 \\ 03 & 30 \\ 04 & 49 \end{array}$	$\begin{array}{ccc} 01 & 47 \\ 04 & 49 \\ 06 & 00 \end{array}$	350 240 200	220 100 110	140 130 90		
Feb.	8	22 34	00 46	310	140	190		
Feb.	9	23 20	01 50	200	80	230		
Feb.	11	02 35	04 10	180	70	110		

第4表 観測期間中の湾型変化

Table IV. Geomagnetic bays during the period of observation.

第5表 観測期間中の地磁気脈動

Table V. Geomagnetic pulsations during the period of observation.

E		時刻(G.M.T.)	周期		Range	
Dat	e	始 Beginning	終 End	Period	Н	D	Ζ
Feb.	2	$ \begin{array}{ccc} 16 & 17 \\ 20 & 40 \end{array} $	$ \begin{array}{ccc} 17 & 10 \\ 21 & 20 \end{array} $	$4.8 {\rm min.}$	20 35	10 8	<5
			21 20 22 50	3.2	75	10	15
Feb.	3	00 13	01 00	9.5	25	15	10
		13 50	15 30	4.6	65	35	10
		17 40	18 30	7.0	55	35	10
Feb.	4	06 10	08 30	6.3	250		100
		10 05	10 30	4.5	60	10	10
		11 27	12 00	5.0	65	<u> </u>	20
		12 30	13 00	5.5	45	35	5
		13 50	14 40	6.0	70	70	30
.	· _	21 20	22 20	1.4	75	_	60
Feb.	5	07 00	08 10	6.5	80		30
		08 40	09 30	6.1	95	30	25
		09 45	10 10	5.3	65	35	15
		10 40		0.5	85	80	40
		14 20	15 10	9.3	20	20	25
		10 35	17 00	9.0	43	35	30
		10 30	20 00	4.4	20	23	10
Feb	6	19 20 00 40	20 00	10	30	20	13
reb.	0		08 30	5.5	45	30	5
		09 30		5.5	25	35	40
		10 20	11 00	5.8	40	10	15
		13 45	14 35	8.0	30	15	5
Feb.	7	06 30	07 30	8.0	15	10	5
•		08 45	09 50	7.5	35	15	10
Feb.	8	15 50	16 25	5		10	< 5
		21 30	23 00	3.3	70	20	30
Feb.	9	02 30	04 10	11	120	170	170
		21 10	21 40	2.9	10	15	5
		22 35	22 50	4.2	10	5	< 5
		23 45	00 20	2.3		40	50
Feb.	10	00 40	01 30	12		30	30
Feb.	11	04 15	06 00	6.0	15	10	0