UDC 551, 579, 2:551, 509, 59 (521, 16)

融雪期における裏磐梯三湖の 出水予報について

沼 田

富 雄*

1. は しが き

融雪期における出水予報をするためには、先ず融雪流 出機構を知らねばならない. 本調査では過去における猪 苗代観測所の資料(6ヵ年)に基ずきこの問題の解明に 努力した.得られた結果は大雑把なものであったが積雪 の密度変化に関してある一つの暗示を得た. すなわち第 1図および第2図のごとく積雪状態の時間的変化には3 つの Stage があり、 各積雪層の積雪密度および積雪深 の観測結果から明らかにされた. その Stage をかりに Sublimation Stage ; Submelting Stage ; Melting Stage と名付けた. Sublimation Stage とは、たとえ融 雪が行われていても積雪中に保水され流出が行われてい ない状態で平均密度0.4以下に相当し、また Submelting Stage とは平均密度0.4~0.5間の積雪状態で融雪量の一 部流出が行われている。 Melting Stage は積雪の密度 が最大限に達したいわゆる飽和密度の段階で平均密度約 0.5~0.55 で土壊表面への流出量は ほぼ融雪量に等しい 場合である. これ等の積雪密度変化を与えるものとして は積雪の荷重や温度等の要素が考えられるが、融雪にも っとも大きな影響を与えるものとしては、すでに各種文 献に詳述されているが、 一応各要素の Order を調べた 結果では気温のみをとりあげた。 有効気温 (0°C以上の 積算気温)と融雪量との関係は第3図に示す。 流域各高 度における気温は逓減率を100mにつき0.6℃として基 地観測所の気温を基にして推算した.

さて、3つの Stage に着目して、これ等の Stage を 保有する各積雪期間を、Snow Survey による実測値を 基にして流域内の 各高度について それ ぞれ 予想し、 Submelting Stage, Melting Stage における 融雪と降 雨による土壌表面への流出率(積雪層を通して土壌への 流出を単に流出量または流出率と呼ぶことにする)、お よび流出後土壌表面または地下浸透し流下して湖水へ流 入する率とその湖水への到達時間の関係を予め調査して おけばこれ等を 綜合して 出水予報が 可能であると考え た.

今,本論ではとくに3つのStageの各期間の予想融雪 量と降雨量による流出量の計算について報告する.従っ てハイドログラフ解析としての融雪量や積雪層を通して の降雨量と湖水流入量との間の Time Iag や湖水流入 率の問題にはここではふれないことにする.

* 若松測候所 —1955年12月9日受理—





第3図 日平均気温と積算温度および融雪量との関係

16

融雪期における裏磐梯三湖の出水予報について (沼田)

No. 10 10

2. Sublimation Stageの予報

この期間は積雪内にまだ保水されている過程であり, かつ流出が行われていない.実験によれば $\bar{\rho} < 0.40$ の状態で表面融雪や降雨および積雪量の荷重などによって密 度が変化している状態である.

密度の変化を与える式として,次の指数函数を含む関 係式を与えて見た.

 $\rho = \rho_0 + (\rho_\infty - \rho_0)(1 - e^{-\alpha t}) \qquad (1)$

- $\rho_{0} : Snow Survey によって得られた平均密度で
 <math>
 t = 0
 における積雪の平均密度.$
- ρ_∞:t→∞における平均密度で、Sublimation Stage では0.40
- ρ:t日の平均密度

 α : 係数 (=0.10)

(1)式は一般式であって、これより ρ のtに関する変化 図を作ると第4図のようになる. さらにこの Stage の 期間中の気温による融雪量を Q_{rg} ,降雨量を P_{g} ,そして hを積雪深とすると

$$\rho = \rho_0 + (\rho_\infty - \rho_0)(1 - e^{-\alpha t}) + \frac{Q_T}{h} + \frac{P}{h} \dots (2)$$

を得る. 第4図より $\rho \rightarrow 0.40$ に到るまでのt=n日に,表
面融雪または降雨があったか,予想可能な場合には ρ_0
より変化曲線をたどり,第n日に相当する密度に Q_T/h あ
るいは P/h だけの相当密度を加えたものを第 n日の密度
として,あらためて変化曲線をたどることより $\rho = 0.40$

にほぼ達する日を読み取ればよい.ここでhはh₀の時間 的函数として考えられるので,次の関係式を与える.

しかし Sublimation Stage においては、 $t \rightarrow \infty$ の場合 に $h \rightarrow 0$ になるような(3)式は満足されないので、あるAと いう値に $t = \infty$ の場合に収斂すると考えると(3)式は

 $h = A + h_0 e^{-\alpha t}$ (4) となる. (4)式に $h_0 \rho_0 = h\rho$ なる条件を与えると(1)と(4)式 より、次の式を得る.



従って(4)式は

今、 $\rho = 0.40$, ρ_0 , $h_0 \varepsilon t = 0$ のときの 平均密度およ び積雪深とすると、hのtに関する変化図はその一例を 示すと第5図となる。第4図,第5図を用いて Sublimation Stage に対する期間の予報を行う。





3. Sudmelting Stage の予報

Sublimation Stage の予報が終了すると,次は流出が 除々に行われている Submelting Stage の期間の予報で ある. この算定式としては次のごとく与える.

猪苗代の実験結果による $h_{0.50} \ge h_{0.40} \ge 0$ 関係図第6図より、 $h_{0.50} = bh_{0.40} \ge c$ すると、(7)式は

$$\rho_{0.50} - \rho_{0.40} = \frac{(1-a)(P+Q_T)}{bh_{0.40}} \qquad (8)$$

ただし、 PおよびQ: Submelting Stage 中の雨量と融雪量 a: Submelting Stage中の流出率 $(a = \frac{流出量}{P+Q_T} - c)$ 第7図参照) $h_{0.50}$ および $h_{0.40}$: それぞれ平均密度 0.50, 0.40に達 したときの積雪深

第6図と第7図より **a**=0.60, **b**=0.64 従って(8)式は,次のごとく整頓される.

なお, h_{0・40}は第5図より求められる.

故に ρ =0.40 に達した日より降雨量と融雪量すなわち ($P+Q_T$)について逐日的に積算し、その量が0.16 $h_{0.40}$ に 達した日が ρ =0.50 に達した日ということになる. さ て、Submelting Stage の期間が分ると、この間の流出 量 Q_{SR} を与える式として、第7図より



4. Melting Stage の予報

この Stage では 積雪平均密度が 飽和密度にほぼ等し

い状態であって ($P+Q_r$) と流出量とは、Iinear な関係 を実験で示しているので(第8図参照)今この Stage に おける流出量を Q_{MR} とするならば



第8図 Melting Stage における流出量 Q_{MR} と 融雪量 Q_T および降雨量Pとの関係

以上の計算は次の手順で行えばよい.

	高度	. ←	1000m	→
010-				
(1)	ρ_0			
(2)	h_0			
(3)	$ ho_0 h_0$			
(4)	$h_{0.40}$			
(5)	$ ho_{ m 0.40}$ に達する日			
(6)	$0.16 \cdot h_{0.40}$			
(7)	$ ho_{ m 0.50}$ に達する日			
(8)	$h_{0.50}$			
(9)	$ ho_{0.50} \cdot h_{0.50}$			
(10)	消 雪 H	÷		
(11)	Submelting Stage の流出量	×面積	×面積	→ 計
(12)	Melting Stage の流出量	× //	× //	→ 計

以上によって各高度について求めた積雪層より地表面 への面積総流出量と湖水流入量との関係について一例を 第9図に示す.しかしながら第9図は1節で述べたごと く,計算流入量と実測流入量との比較ではない.流入率 は融雪期桧原湖においては基底流量を除いたものについ て約40~50%である.

5.むすび

このような方法で融雪開始直前に実施される Snow



太陽面爆発に伴う宇宙線の異常増加

石井千尋

去る2月23日12時45分から13時までの間に宇宙線の強 度が異常増加を示した.

これは宇宙線としては非常に稀な現象で,世界中で宇 宙線の連続観測記録が開始されてから今日まで四回報告 があるだけで,今回が五回目である。

現在までに、日本の宇宙線観測グループの手許に集った、国内および国外の資料を第1表に示した。

		1	1			
地	点	成分	測	】器,	增; (加の割合 〔最高〕
乗	鞍	中性子	中 モニ	成 子 - ター	42%	
11	/	硬成分	電	離函	15%	
東 京	科研	全成分	カウ	ンター	10%	15分間の
11	•	硬成分	電	離函	5%	平均值
東京気	氏象研	全成分	カウ	ンター	10%	
//	•	硬成分	カウ	ンター	8%	
フライ: (独	ブルグ 1)	硬成分	電	離凾	365%	15分の平均
ストック (瑞	'ホルム 計)	全成分	カウ	ンター	67%	1時間の 平均
ジャマ (中注	イカ 米)	硬成分	カウ	ンター	32%	30分の平均

第1表 乗鞍岳及東京における異常増加と国外 資料の比較

これは太陽面爆発 (Eruption) に伴って非常なエネ ルギーを持った粒子が射出されると考えられるもので, 爆発の程度 (Importance) が3あるいは3÷と報告さ れる大きな爆発に限られ,必ず無線通信障害を伴ってい る.しかし太陽面爆発が3程度でもあまり宇宙線に影響 しないこともある.

註 資料の一部は科学研究所宇宙線実験室から提供された。

の結果により流域内の ρ_0 , h_0 を知りこれを基準として t 日の ρ ,hを逐日計算で求め、日々の積雪状態を知り得 ることが便利であって、一週間以上の長期間にわたる予 想に対しては気温と雨量の平年値より予想値を補正した 値でもって計算すればよい.

なお各高度の消雪日を計算することは興味があるが, 逐日計算で求めた消雪日と実際の消雪日とは過去4カ年 比較して見た結果では大差がなかった.

最後に御指導と便宜を与えられた佐藤留太郎氏と昨春 仙台にて行われた融雪機構その他に関する石原建二氏の 御講話より,いろいろ暗示を得たことを付し両氏に対し て厚く謝意を表します.

現在一般に確認されていることは、太陽面爆発が起っ た場合に、そこから放出される粒子が何等かの機構で字 宙線の取扱をされる程度のエネルギーにまで加速され、 地球軌道近くまで来る.この時地球磁場が一つの大きな マス・スペクトログラフのような作用をして、粒子の軌 道はそれぞれのエネルギーによって別別に歪曲されある 部分は地球に衝突する.粒子軌道の理論的計算による と、その結果地球上大体3つの帯状地域に宇宙線の異常 増加を示すと考えられる.(但高緯度地方の増加について は充分な説明がない)従って観測地点と、その成分(エ ネルギー)によって異常増加に差が出ると解される.

またこの際に宇宙線中性子成分は、一般の宇宙線成分 即µ中間子に比べて特別増大することも知られている. また中性子は、太陽面爆発があまり大きくない時にも統 計上からは増加することが示されている.

今回は相当方方で観測された様子であり,これによっ て宇宙線の中の太陽を起源とするものについての理論的 な解析が相当に前進することを期待している。

近年また太陽が活動期に向っているので、何時またこのような現象に出喰さないとも限らない.広く観測網を 張って、何時、どこに異常が起ってもキャッチできるようになることを切望してやまない.

最後に過去の記録の一覧表を示す.

太陽面爆発と宇宙線異常増加の記録

No	年	月	Ħ	太陽面 爆発の	無線障害の	宇宙線	の増加
				柱废*	有無	% **	報告数
1	1942	2	28	3	有	$12 \sim 1$	7
2	1942	3	7		有	$27 \sim 2$	6
3	1946	7	25	3+	有	$22 \sim 10$	5
4	1949	11	19	3+	有	$30 \sim 1$	14
5	1956	2	23	3	有	$365 \sim 8$	未完

* 爆発の程度は観測所によって判断が多少ちがう ** %の計算は時間の区切り方で変る. No. 1~4は

906日昇は時间の区切り方で変も. No. 1~4は 関戶, 吉田, Rep. Ionosphere Res. Japan. 7 147 (1953) による