F	115	[烙**	1	田式	見**	伯	멊	<u>الم</u> **
11	奴	29年	/J`	Ξſ	717	円	助力	tr i

要旨

1979年4月中旬日本上空に飛来した砂塵について,その粒度分布と組成を調べた.その結果,砂塵は主に サブミクロンないしそれ以上の粒子から成るが,その重量の多くは直径1-30ミクロンの粒径範囲に分布 し,4ミクロン付近に最多直径を持つ monomodal な分布であることが見出された.砂塵の負荷量は平均濃 度で182µg/m³ にも及ぶ大きさであった.これらの砂塵は石英,長石,イライト(雲母),緑泥石,カオリ ナイト,石膏,方解石などから成っていたが,これらの鉱物は,造岩鉱物も粘土鉱物もその量の多くが直径 1-30ミクロンに分布し,4ミクロン付近に最多直径を持つ monomodal な分布に近いものであった.これ は砂塵の性状,さらにその気象学的挙動を調べる上で多くの示唆を与えるであろう.また砂塵の鉱物組成さ らに気象衛星の可視画像及び地上実況気象報をもとに砂塵の発源地を推定したところ,これはタクラマカン からゴビ,アラシャン砂漠さらに黄河上流域近辺であることが示唆された.

1. はじめに

近年,砂塵嵐 (Dust storm or Sandstorm) によって大 気中に多量に供給される砂塵が,地球大気のエネルギー 収支や氷晶核濃度に大きな影響を及ぼすことが報告され ている (Isono *et al.*, 1959, 1971; Gagin, 1965; Bertrand and Baudet, 1973; Carlson, 1979; Carlson and Benjaminn, 1980). しかし砂塵の放射過程や氷晶核濃 度に及ぼす影響の本質についてはほとんど知られていな いのが実状である.砂塵の光学的性質や雲物理学的性質 は砂塵の大きさ,個数濃度,物質構成によって大きく異 なる.このため砂塵の光学的,雲物理学的役割をさらに 詳しく調べるためには,砂塵の空間濃度,粒度分布さら に物質構成を知る必要がある.

砂塵の空間濃度や粒度分布については最近多くの研究 が行なわれ、われわれの知見は増えつつある (Gillette *et al.*, 1972, 1978; Schütz and Jaenicke, 1974; Patterson and Gillette, 1977; Levin *et al.*, 1980). これに対 し、砂塵の物質構成については地表(あるいは雪面)に

- * Size distribution and mineral composition of yellow sand in the air over Japan and its main origins.
- ** Yutaka Ishizaka and Akira Ono, 名古屋大学 水圈科学研究所.
- *** Satoshi Kadowaki, 愛知県公害調査センター. ——1981年1月21日受領—— ——1981年8月18日受理——

1981年10月

積った砂塵降下物質あるいはナイロン・メッシュやフィ ルターで集めたバルクサンプルについての報告は多い (Delany *et al.*, 1967; 長谷川, 1967; Prospero and Bonatti, 1969; Ishizaka, 1972; 井上・吉田, 1978). し かし, 砂塵の大気中における光学的, 雲物理学的挙動を 調べるためには, このような砂塵の統計的な組成につい ての知見だけでは不十分で, 砂塵の粒度別組成などにつ いてのさらに詳細な知見が必要不可欠である.

このため、本研究では1979年4月14~16日の期間日本 上空に飛来した砂塵を粒度別に採集し、主要鉱物の重量 基準の粒度分布を調べた。そして大気中における砂塵の 物質構成や起源についての考察を試みた。

2. 試料の採取

砂塵試料はアンダーセン エアロゾル サンプラー (2000 INC 社製, 21-000 型) を用いて 粒径別に 分級 採取した.本実験で用いた試料は,名古屋 (愛知県公害 センター屋上)でサンプラーをシェルター中に設置し, 流量率 28.3 l/min で約1週間々隔で連続に採取したも ののうち,1979年4月11日15時から17日9時までの期間 (空気吸引量 234 m³)に採取したものを用いた.なおサ ンプラーの分級特性は第1表に示したとおりである.こ の試料の1段目から5段目までのステージには黄褐色の 粒子が多量に見出された.これはその色と存在状態から 見て,あとで述べるように4月14日から16日にかけて日

		分級範囲*	$dM/d\log D ~(\mu g \cdot m^{-3})$						
ステ	- ジ	(単位:ミクロン)	4月11—17日 エアロゾル濃度	4月20—26日 エアロゾル濃度	砂塵の負荷量	砂塵現象時の全 エアロゾル濃度			
0	段	30 **≥d≥ 11	29	10	46	56			
1	段	11 \geq d \geq 7.0	52	13	95	108			
2	段	7.0 \geq d \geq 4.7	101	24	188	212			
3	段	4.7 \geq d \geq 3.3	187	35	374	409			
4	段	3.3 \geq d \geq 2.1	110	20	219	240			
5	段	2.1 \geq d \geq 1.1	42	13	71	84			
6	段	1.1 \geq d \geq 0.65	25	23	4	27			
7	段	0.65≥ d ≥0.43	29	27	4	31			
В.	F.	0.43≥d≥0.08**	16	21	0	21			
エアロゾルの空間濃度 (µg/m³)		124	50	182	232				

第1表 エアロゾル濃度の測定値と、これから求めた砂塵の負荷量及び 砂塵現象時の全エアロゾル濃度。

* 50%分離有効動力学的粒径による.

** ワットマン濾紙 No. 41 使用にて角脇 (1977) による.

本上空に多量に飛来した砂塵であると考えられる. 試料 中には,これらの黄褐色の粒子と共に名古屋大気中に通 常見出される黒い粒子もかなりの量含まれていた. この ため砂塵現象のなかった1979年4月20日9時から26日16 時までの期間(空気吸引量 256 m³)に採取したものを 比較試料として用い,砂塵以外の粒子の重量濃度と物質 を評価した.

各段に分級採取したエアロゾル試料はシリカゲル デ シケーター中に 48 時間放置後, 直示天秤 (メトラー社 製, H51型) で秤量し, 砂塵の重量基準の粒度分布を調 べた.

さらに,名古屋で砂塵現象の著しかった1979年4月14 日17時31分から21時21分の期間と砂塵現象がなく,かつ 気象状況が4月14日と類似していた2月7日17時40分か ら21時20分の期間エイトケン粒子の数濃度をポラック カウンターで,また直径 0.5 µm 以上の粒子の数濃度を 光散乱式粒子濃度測定装置(クライメット社製, C-208 A型)で測定し,砂塵の個数基準の粒度分布も評価した.

3. X線分析

3.1. 物質の同定(定性分析)

採取した試料は次のような手順でX線分析用ガラス試 料板に移し替え,X線回折装置(日本電子製,GE-E型) で分析した.すなわち,各段のガラス試料板上に班点状 に分布する粒子を先を細く研いたスパーチュラで少しず つ搔き集め,X線分析用試料板の中心部に移した.粒子 をすべて試料板に移し終えた後,蒸留水1~2滴を落と し、スパーチュラで直径約 10 mm の円内に均一に延ば し、電気ヒーター上でゆっくり蒸発乾固させた. これで X線分析用の試料の準備はできたことになるが,試料の 中には室内の相対湿度で潮解する物質も含まれている可 能性がある. このため試料を 100 W のランプで照射し, 試料の囲りを相対湿度20%以下に保ちながら,X線分析 を行った. さらに試料中のモンモリロナイトとハロイサ イトを判別するためにエチレングリコール処理(Walker, 1959)を、またカオリナイトと緑泥石の判別および方解 石の同定を行うために塩酸処理(生沼・小林,1965)を 行い,X線分析を行った. これらの化学処理は物質の判 別だけでなく,定量分析を行うために必要な各種物質の X線回折強度の測定においても非常に有用であった.

なお, X線分析の測定条件は次のとおりである:Cu Kα, Ni フィルター, 35 KV,20 mA, 計数率, 10³cps, 時 定数 2 sec, スリット 1°-0.15-1°, 走査速度 1°/min.

3.2. 物質の組成(定量分析)

被測定試料が 微量 でかつ1 検体 しかないため, 石英 (7 段目試料については 硫酸アンモニウム) のみ 既知量 添加法でその絶対量を 測定し, その他の 鉱物 について は,石英に対する2成分の量比を半定量法(Sudo et al., 1961) で 求めながら 主要物質(石英, 長石, イライト (雲母),緑泥石,カオリナイト,方解石,石膏,硫酸ア ンモニウム) の含有量を決定する方法を用いた. ここで 用いた既知量添加法は Brindley and Udagawa (1960)

*天気/ 28. 10.







第2図 砂塵の重量基準の粒度分布の比較.

の方法に準じたものであり,被測定試料に被定量成分と 同一の石英粉末試料を微量添加し,添加による石英から のX線回折強度の増加割合から,添加前の石英の重量濃 度を導く方法である.しかしこの方法では,石英試料の 添加による混合物の平均質量吸収係数の変化を考慮して いないために,石英の含有量を近似的に求めうるに過ぎ ない.この方法の物質組成の分析精度は決して高いもの ではないが,X線分析法にかわるよい方法が現在見あた らないためにこれによった.なお,各種成分のX線回折 強度は,X線回折曲線におけるX線反射強度の面積に等 しく紙片を切り,その重量濃度を秤量し測定した.

2成分量比の半定量法による分析では、2成分を等量 に混ぜた混合物のX線回折強度比、(Ip/Iq)。,の値が必要 である.この資料の1部は先に求めた測定値(Ishizaka, 1973)を用い、今回は石英、緑泥石、方解石、石膏の4 成分についてのみ測定した、本実験に採用した(Ip/Iq)。 の値は次のとおりである:

I(3Å-Q): I(14Å-Ch): I(10Å-It): I(7Å-K):

I(3Å-F): I(3Å-C): I(7Å-G)

=1.00: 0.27: 0.27: 0.32: 0.38: 0.28: 0.33 ここで, I(3Å-Q): α-石英の(101) 面の反射強度, I(14Å-Ch): 緑泥石の(001) 面の反射強度, I(10Å-It): イライト(雲母)の(002) 面の反射強度, I(7Å-K):





第3図 エアロゾルの個数基準の粒度分布(a)と砂塵の個数基準の粒度分布(b) 図(a) における実線は4月14日について、点線は2月7日についてのものである。

カオリナイトの (001) 面の反射強度, I(3Å-F): 長石 の (202), (040) と (220) 面の反射強度, I(3Å-C): 方解石の (104) 面の反射強度, I(7Å-G): 石膏の(020) 面の反射強度.

(a)

Diameter (µm)

4. 結果と考察

4.1. 砂塵の粒度分布

第1表はエアロゾルの粒度別重量濃度の測定値であ り、第1図(a)はこれらの粒度分布曲線である.ここ で各段の粒径値は50%分離粒径値の対数平均値で表わし た.4月20~26日の期間における粒度分布は、通常名古 屋で観測される分布に近いものであったが、砂塵現象の あった4月11~17日の期間の粒度分布はこれと大きく異 なり、直径約1 μ m以上の粗大粒子の濃度が非常に高か ったことが特徴的である.これらの期間においては4月 14日12時30分から16日20時30分にかけて名古屋で強い砂 塵現象が観測された(名古屋地方気象台日原簿による)こ と以外にエアロゾルの重量濃度に大きな影響を及ぼす気 象現象の変化は特に見出されなかった。このことは本大 学で積分式ネフェロメータによって観測された大気中の エアロゾルによる光散乱係数が砂塵現象時のみ2.0-4.0×10-4m-1 と高かったのに対し、その他の期間は1.0 -1.5×1.0⁻⁴m⁻¹ 程度であったことからも言えることで ある (岡田ら,1980). 今4月11~17日の期間の4月20~ 26日の期間に対するエアロゾルの重量濃度の増分は砂塵 の負荷によるものと見なすと、砂塵の重量基準の粒度分 布は4月11~17日の期間の採集時間(138時間)と砂塵現 象の起った時間(56時間)を考慮することにより容易に見 積ることができる(第1表). 第1図(b)は砂塵の粒 度分布曲線である。今回の砂塵は直径 0.43 µm から 30 μm までの 粒径範囲 において 4 μm 付近に 最多直径を 持つ monomodal な分布であったことが推定される.直 径 30 µm 以上の砂塵の粒度分布については,本実験では 調べていないが、1977年春に日本で観測された砂塵の個 数基準の粒度分布の測定結果(荒生ら,1979)から調べ る限り、もう1つの重量のピークが存在していたとは考

▶天気″28.10.



第4図(a)

え難い.

第2図は今回の砂塵現象時における砂塵と全エアロゾ ルの重量基準の粒度分布(第1表)を示したものであ る. この図には比較のために Patterson and Gillette (1977) と Levin et al. (1980) が示した砂塵の粒度分布 も示した. Levin et al. が示した Mintzpe Ramon にお ける砂塵の粒度分布は, 2000 km 以上も離れた北アフリ カの砂漠から飛来した砂塵について調べたものである.

655

1981年10月



第4図 エアロゾルの粒度別のX線回折図.(a)は4月11~17日の期間 について.(b)は4月20~26日の期間についてのものである。

われわれが調べた砂塵も、あとで述べるように日本から 約 3000 km 以上離れたタクラマカン、ゴビ、アラシャ ンの 砂漠、さらに 黄河上流域から 飛来したものである が、この粒度分布も Mintzpe Ramon における分布と 非常によく似ていた. これらの 2 点における砂塵の負荷 の程度は Patterson and Gillette (1977)の分類によれ ば中規模と見積られる. また砂塵の発源地近くで観測さ れた Heavy Aerosol Loading の砂塵の粒度分布と比較 してみると、発源地で大気中に舞い上った砂塵のうち多 くの粒子は発源地近くで落下し、主に直径 30 μ m 以下 の粒子の1部しか日本上空に飛来しなかったものと推定 される.これまでは重量濃度の測定から,砂塵のエアロ ゾル濃度への寄与を論じた.次に数濃度の測定からこれ を調べてみよう.

第3図(a)はエアロゾルの個数基準の粒度分布の測 定結果である。これから砂塵のみの粒度分布を導出した ところ,第3図(b)のとおりであった。2月7日の測 定値が4月14日の砂塵以外のエアロゾルの粒度分布と同 じであった保証は必ずしもないが,砂塵はミクロンサイ ズの粒子,さらにサブミクロンサイズの粒子の数濃度の



いてのものである。



第6図 エアロゾル中の主要物質の重量基準の粒度分布 実線は4月11~17日の期間 について、点線は4月20~26日の期間についてのものである。

1981年10月



Diameter (µm)

第7図 砂塵中の主要鉱物の重量基準の粒度分布.主要鉱物の空間重量濃度 は第2表のとおりである。

増加に大きく寄与するのに対し、エイトケンサイズの粒 子の増加にはほとんど寄与しないことが推定される.こ れは砂塵の重量基準の粒度分布の結果ともほぼ一致し、 興味ある結果である.砂塵がサブミクロンからミクロン サイズの粒子の数濃度の増加に大きく寄与することはこ れまで多くの報告がある(Junge and Jaenicke, 1971; Schütz and Jaenicke, 1974; Levin *et al.*, 1980) また 砂塵がエイトケンサイズの粒子の数濃度にほとんど影響 を及ぼさないことは、サハラダストについて大西洋上で 詳細な観測を行った Junge and Jaenicke (1971)の結 果とも一致するものである.

4.2. 砂塵中の主要鉱物の重量基準の粒度分布

第4図(a)および(b)は分級採取したエアロゾル 試料のX線回折図である。一見して分るように,4月11 ~17日の期間におけるX線回折線の数が4月20日~26日 の期間のものに比べて多い。これは,あとで述べるよう に砂塵が多数の鉱物を含んでいるためである。また注意 深く見ると粒子の粒度のちがいによってX線回折線の位 置や強度, すなわち物質の種類や含有量が少しずつ異な っていることも分る. 第5図は2つの期間における粒子 の粒度と物質の結果をまとめたものである. この図から 主に次の3つの結果を見出しうる:(1)石英,長石,イ ライト(雲母),モンモリロナイト,方解石,石膏,(NH₄)₂ Ca(SO₄)₂·H₂O は2つの期間に 共通して 含まれていた が,4月11~17日の期間に直径 1.0 μ m 前後の粒径まで 広く,かつ多量に分布する傾向にあった.(2)カオリナ イト,緑泥石は4月11~17日の期間にのみ存在してい た.(3)(NH₄)₂SO₄ とNaCl は2つの期間 に各々同じ 粒径範囲に共通して存在していた.

これらの結果から、4月11~17日の期間に急増した粒 子は、4月20~26日の期間の物質と粒度や組成が全く異 なるものではなく、平常日にもしばしば存在する土壌鉱 物に由来する可能性が高い.したがって、2つの期間の エアロゾルの物質と存在粒径の比較だけではなく、物質 の重量濃度も考慮し、比較検討する必要があろう.従っ て次に2つの期間における主要な物質の重量基準の粒度

***天気/ 28. 10.**



分布の結果について述べる.

第6図は、既知量添加法と2成分量比の半定量法によ って求めたエアロゾル中の主要物質(石英,長石,イラ イト (雲母),緑泥石,カオリナイト,方解石,石膏,硫酸 アンモニウム)の重量基準の粒度分布である。硫酸アン モニウムは2つの期間において粒度分布がほとんど同じ であったのに対し、石英、長石、イライト (雲母),緑泥 石,カオリナイト,方解石,石膏の粒度分布は4月20~26 日の期間に比べて4月11~17日の期間に著しい増加が見 出された、この結果から日本上空に飛来した砂塵中の主 要鉱物の重量基準の粒度分布を評価してみよう。第7図 は砂塵現象によって増加した石英、長石、イライト(雲 母),緑泥石,カオリナイト, 方解石,石膏の粒度分布 である:この図から今回の砂塵に関し,次の4つの重要 な結果を見出しうる:(1) 砂塵中の主要鉱物の空間重量 濃度の高い順はイライト (雲母),石英,カオリナイト, 緑泥石、石膏、長石、方解石であり、粘土鉱物の寄与割 合が大きかった(第2表)(2)石英,長石の造岩鉱物は, 直径約 1.0 μm から 30 μm の粒径範囲 において, 4 μm 付近に最多直径を持つ monomodal な粒度分布であっ



- 第8図 エアロゾル中のケイ素(a)とアルミニウムの重量基準の粒度分布.実線は4月11~ 17日の期間について.点線は4月20~26日の期間についてのものである。
- 第2表 砂塵と比較試料中の主要鉱物の重量濃度と それらの百分率。

武料	4月14-1 に飛来した	6 日 砂塵	比較試料(4月20 —26日)の物質			
鉱物名	重量濃度	百分率	重量濃度	百分率		
石 英	8.1 $\mu g/m^3$	4.5%	1.6 $\mu g/m^{3}$	3.2%		
長 石	6.0	3.3	1.2	2.4		
イ ラ イ ト (雲 母)	13.1	7.2	2.3	4.6		
縁 泥 石	6.9	3.8	0	0		
カオリナイト	7.3	4.0	0	0		
方 解 石	5.3	2.9	2.9	5.8		
石 膏	6.9	3.8	1.5	3.0		
未知物質	128.4	70.6	40.5	81.0		
合 計	182 $\mu g/m^3$	100 %	50 μ g/m ³	100 %		

た. (3) イライト (雲母), 緑泥石, カオリナイトの粘 土鉱物も主に直径 1.0 μ m から 30 μ m の粒径範囲に分 布し, それらの粒度分布も 4 μ m 付近に最多直径を持つ monomodal に近いものであった. (4) 方解石, 石膏の カルシウム塩も黄砂中に多量に存在し, それらの粒度分 布は石英や長石と類似な分布であった.

われわれはこれらの分析と平行して、4月11~17日の 期間と4月20~26日の期間に、アンダーセン サンプラ ーで粒径別に採集したエアロゾル試料をアルカリ融解に よる前処理を行ったのち、土壌鉱物の指標とみなされる ケイ素とアルミニウムを各々モリブデン青法とクロムア

	37.17	一环。任任		各粒径画分の含	CaCO ₃	CaSO₄	
<u> </u>	省万	土壊の権知	土壤球机	5≥d≥2 µm	(2 µm≥d)	%	%
砂塵	1	4月14—16日に飛来した砂塵		$54.7 \\ (4.7 \ge d \ge 2.1 \ \mu m)$	6.8 (2.1 μ m \geq d)	2.9	3.8
中*	2	Brown desert soil	Gravel	0.8	1.9	10.2	14.2
	1	Gray desert soil	Alluvial deposit	1.2	2.1	16.1	0.3
民	5	Chestnut soil	Loess	4.5	23.0	12.9	
土	6 · ·	Dark chestnut soil	Loess	5.6	16.7	9.6	
壌	7	Chernozem	Loess	5.1	15.6	3.4	
	ò	Noncalcic gray brown soil	Loess	6.3	14.2		

第3表 砂塵と中国土壌の理化学的性質の比較.

* Hseung and Jackson (1952) による



第9図 砂塵嵐の発生状況(4月11日21時の印刷天気図による).

ズロールS-ヘキサデシルトリメチルアンモニウムニク ロソド法により分析してみた(角脇,1977).分析結果は 第8図(a)および(b)のとおりである.結果の詳細 な解析についてはここでは述べないが,重要なことは4 月11~17日の期間に急増した粒子がX線分析の結果と一 致し、土壌をその生成源とする鉱物から成ること、さら にこれらの土壌鉱物が直径 0.65 μm 以下の粒子にはほ とんど寄与しないことが確かめられたことである.

日本上空に飛来する砂塵が石英,長石,イライト(雲母),カオリナイト,緑泥石,モンモリロナイト,方解石の土壌鉱物を含むことは多くの人々によって報告されている(三宅ら,1956;長谷川,1967;倉林,1972;吉井・井上,1978). しかし三宅らが報告した電気石や角 閃石,さらに倉林や井上・吉田が指摘したバーミキュラ



第10図 気象衛星「ひまわり」の可視画像(4月13日15時). タクラマカンからゴビ, アラシャン砂漠さら に黄河上流域近辺上空(左上方)に淡灰色に見えるものが黄砂である。

イト,ハロイサイト,ギブサイトの存在については,本 分析では明らかでなかった.このように,これまで調べ られた砂塵の鉱物の種類は必ずしも一致していない.こ れは試料の種類や分析法が同じでないために単純に比較 できないが,砂塵の発生場所や発生強度が採集する時と 場所によって異なるためかもしれない.

ここで特に重要な結果は、砂塵中の石英や長石の造岩 鉱物さらにイライト,カオリナイト,緑泥石の粘土鉱物の 多くが,共に直径1.0 µm から 30 µm の粒径範囲に分布 し、4 µm 付近に最多直径を示す monomodal な粒度分 布を持つということである.これは砂塵の雲物理学的, 光学的挙動さらに輸送に伴う各種鉱物の降下などを究明 する上で非常に重要な知見を与えるものであろう.また 粘土鉱物が元来直径約2 µm 以下の土壌構成粒子(粘土) 中に含まれる特性を持つこと (Prospero and Bonatti, 1969;石坂・本多,1977)を考えると,大気中における 砂塵はその多くが純粋な鉱物粒子から成るのではなく, 粘土鉱物の構成粒子が相互に凝集したものか,あるいは 石英や長石などの粒度の粗い粒子の表面に付着した粒子 から成るであろうと推定される.砂塵1個1個の粒子が このように複雑な粒子の集合体から成ることは,砂塵の 形態観察(Gillette and Walker, 1977)あるいは土壌と砂 塵の個数基準の粒度分布の比較(Gillette et al., 1972) からも十分考えられることである.しかし土壌粒子にお ける粘土鉱物の存在粒径は厳密なものではなく,土壌の 種類や存在状態によって多少異なる.このため砂塵1個 1個の粒子の性状については今後さらに詳細な実験を行 い,究明する必要があろう.

4.3. 砂塵の起源

4月14日から16日にかけて、日本各地はかなり顕著な

1981年10月



第11図 中国の各種土壌群における鉱物含有量(A: Desert soil, B: Light colored pedocal, C: Dark colored pedocal, D: Non-calcic soil, E: Podsolic soil, F: Red and yellow earth, G: Latosol). K: カオリナイト, It: イラ イト, Gb: ギブサイト, Vr: パーミキュ ライト, An: 鋭錐石(全 TiO₂). (Hseung and Jackson, 1952 による).

黄砂現象が観測された(気象庁地上実況気象報による). 黄砂が日本各地に大きな影響を及ぼしたことは、気象衛 星「ひまわり」の可視画像の解析(石坂(重), 1979),降 下物質の粒度や組成の分析(石井, 1980)などによって も報告されている、このためわれわれの調べた砂塵も黄 砂そのものであったであろうことは容易に推定できるこ とである.しかし、春さきには名古屋近辺の地面も乾燥 し、砂埃の舞い上がりが起ることさえある。それ故、砂 塵の起源を調べるにあたっては、まず名古屋近辺からの 土壌粒子の砂塵への影響を調べておく必要があろう。第 2表は砂塵と比較試料中の鉱物組成を比較したものであ る.砂塵の鉱物の種類とその量的割合が比較試料中のも のと大きく異っていることから、今回の砂塵は名古屋近 辺からの土壌粒子ではなく、この期間に日本上空に多量 に飛来した黄砂であったとみなしてよいであろう、この 黄砂の起源については、すでに気象衛星の可視画像さら に地上実況気象報の解析からゴビ、アラシャン砂漠であ ろうと報告されている(石坂(重),1979). 気象衛星の写真 が得られるようになって、砂塵の存在を直接観察できる

ようになったことは飛躍的な進歩であるが、実際には濃 密な砂塵について その 存在を 観察 できるにすぎないた め、砂塵がどこで発生したのか、またどのように移動し 拡がったのかを知ることは、地上実況を考慮しても極め て困難な場合が多い.このため本研究では既存の資料に 加えて、砂塵の鉱物組成を解析し、日本上空に飛来する 砂塵の起源をさらに詳しく調べることを試みた.

先に述べたように、砂塵が日本上空に飛来する過程で その多くが重力沈降によって大気中から落下するが、特 に直径約5µm 以上の粒度の粗い粒子は、これより小さ い粒子に比べて落下割合が大きいとみなしうる。石英、 長石などの構成粒子は比較的粒度が粗く、イライトやカ オリナイトなどの構成粒子は粒度が小さいことから、こ れらの構成粒子の間には相互作用があるとしても、基本 的にはイライトやカオリナイトなどの粘土鉱物が石英や 長石などの造岩鉱物に比べて降下割合は小さく、また種 類による選別も小さいであろう。このため、砂塵中のイ ライト(雲母)、カオリナイト、方解石、石膏、(ギブサイ ト、バーミキュライト)の組成割合を中国各地の土壌の 鉱物組成と比較し、砂塵の起源を推定してみよう。

第3表は,砂塵の理化学的性質を中国の砂漠土壌およ び黄土の値 (Hseung and Jackson, 1952) と比較したも のである. 砂塵の 5~2 µm の粒径画分の含量が砂漠土 壌や黄士に比べて著しく高いのは、砂塵の舞い上がり渦 程、さらにこれが日本にまで飛来する過程で粒度の粗い 粒子が除去されるためであろう.この表で重要なことは, 砂漠土壌(第12図中の土壌①, ②)に特徴的な石膏が今回 の砂塵中に含まれていたことである。また砂塵中にはイ ライトが多量に含まれていた(第2表)が、これもあと で述べるように砂塵が砂漠土壌に由来することを強く示 唆するものである.気象衛星「ひまわり」の可視画像お よび地上実況(印刷天気図による)をもとに今回の砂塵 の拡がりを調べると、10日にタクラマカン砂漠近辺に発 生した砂塵が11日にはゴビ,アラシャン砂漠にまで拡が り、これらが華北、華中から黄海、東支那海を経て14日 に日本付近に達したことが分る(第12図). 特に可視画 像では11日から14日にかけて上述の砂漠上空で濃密な砂 塵雲が観察され、これが東方へ移動しているように見え る(第10図). これらの結果から,砂漠土壌の重要な供 給源はタクラマカンさらにゴビ、アラシャン砂漠近辺で あったとみなしてよいであろう.

第11図は中国の土壌を土壌群に分けて、その鉱物組成の特徴を示したものである. これから分ることは砂漠土

*天気/ 28. 10.





第12図 砂塵の鉱物組成から推定した黄砂の発源地、数値を示した地点は Hseung and Jackson (1952)が報告した原土の番号で、砂塵の鉱物組成と類似していたもの、実線の領域は 気象衛星「ひまわり」の可視画像と地上実況気象報から推定した黄砂の拡がり(4月10 日21時~15日15時)。

壌(第12図中の土壤①, ②)にはイライト(雲母)は含まれ ているが、カオリナイトはほとんど含まれていないこと である.これに対し今回の砂塵中には(第2表),イライ ト(雲母)だけでなくカオリナイトも多量に見出され、 イライト (雲母) のカオリナイトに対する重量濃度比が ほぼ1.8であった このことから今回の砂塵は砂漠十壌だ けでは説明できず、pedocal soil (第12図の土壤⑤,⑥, ⑦) さらに non-calcic soil (第12図の十壌⑨) にも由来 すると考えざるを得ない. これらの土壌は黄河上流域の 黄十を十壌母材とするものである(第3表)が、これらの 地域から砂塵嵐によって多量の砂塵が大気中に供給され たであろうことは可視画像さらに地上実況からも十分考 えられることである(第9・10図). 一方砂塵中にはギ ブサイトやバーミキュライトがほとんど見出されなかっ た(第2表)が、これは華中や華南地域の Red and Yellow earth や Latosol (第11図) が今回の砂塵に混入 していないことを示唆するものである.

以上の考察から,今回の砂塵は主としてタクラマカン からゴビ,アラシャン砂漠さらに黄河上流域近辺に起源 を持つものと推定される。

5. まとめ

1979年4月14日から16日にかけて日本上空に飛来した 砂塵,さらに砂塵を構成する主要鉱物の粒度特性につい て調べ,次の結果を得た:

(1) 砂塵の 空間重量濃度 は 180 µg/m³ 以上にも およ び,その影響の程度は Patterson and Gillette (1977) の分類によれば中規模の大きさであった.

(2) 砂塵は日本上空においてサブミクロンより大きな 粒子の濃度の増加に寄与し、その重量基準の粒度分布は 直径 0.43 μ m から 30 μ m において 4 μ m 付近に 最多 直径を持つ monomodal なものであった. (3) 砂塵は 日本上空に石英、長石、イライト(雲母)、緑泥石、カオ リナイト、モンモリロナイト、方解石、石膏などの鉱物

1981年10月

663

を多量にもたらしたが、特に緑泥石、カオリナイトの粘 土鉱物は砂塵現象時に特徴的に見出された.(4)砂塵を 構成する主要鉱物の重量基準の粒度分布は第7図のとお りであった.石英や長石の造岩鉱物さらにイライト(雲 母)、緑泥石、カオリナイトの粘土鉱物が大気中におい て直径約1.0 μ mから30 μ mの粒径範囲に広く分布 し、4 μ m付近に最多直径を持つ monomodal に近い分 布であったことは、砂塵の性状やその挙動を理解する上 で非常に重要な結果であろう.(5)砂塵の鉱物組成を中 国各地の原土の鉱物組成と比較し、また気象衛星「ひま わり」の可視画像、さらに地上実況の資料を参照して砂 塵の起源を推定してみた.その結果、これはタクラマカ ンからゴビ、アラシャン砂漠さらに黄河上流域近辺であ ることが示唆された.

日本上空に飛来した砂塵の気象学的挙動を理解する基 礎として砂塵の性状さらにその起源を調べ、上に述べた 結果を得たが、第2表から分るように砂塵の約70%が 2,3の物質を除いてはX線分析で組成の決定できない物 質であった。砂塵の化学分析の結果(三宅ら,1956;長 谷川, 1967;吉田・井上, 1978)から,砂塵のほとんど が土壌鉱物であろうと推定されるが、未知物質がどのよ うな化学結合状態を持つ鉱物であるかさらに究明する必 要がある。また砂塵の塩酸処理の過程で黄色反応が見ら れ、さらにX線分析で赤鉄鉱に相応するX線回折線が検 出された. これらから,鉄の金属鉱物が砂塵中に存在す ることが考えられるが、本研究ではその種類や含有量に ついては調べなかった.赤鉄鉱などの金属鉱物は大気中 で光を強く吸収することから、光学的に非常に重要視さ れている物質である、今後これらの点についても調べた いと考えている.

最後に、本研究で使用したポラック カウンターを借 用させて頂いた名古屋大学工学部放射線安全工学教室に 厚くお礼申し上げると共に、本研究の経費の一部に文部 省科学研究費を使用したことを付記する.

文 献

- 売生公雄,牧野保美,永木嘉寛,1979: 黄砂に関す る若干の統計的研究,長崎大学教育学部自然科学 研究報告,第30号,65-74.
- Bertrand, J. and J. Baudet, 1973: Seasonal variations and frequency distributions of ice nuclei concentrations at Abidjan, West Africa. Jour. Appl. Met., 12, 1191-1195.
- Brindley, G.W. and S. Udagawa, 1960: High temperature reactions of clay mineral mixtures and their ceramic properties: I, kaolinite-mica-

quartz mixtures with 25 weight % quartz, Jour. Amer. Ceram. Soc., 43, 59-65.

- Carlson, T.N., 1979: Atmospheric turbidity in Saharan dust outbreaks as determined by analyses of satellite brightness data, Mon. Wea. Rev., 107, 322-335.
- and S.G. Benjaminn, 1980: Radiative heating rates for Saharan dust, Jour. Atmos. Sci., 37, 193-213.
- Delany, A.C., D.W. Parkin, J.J. Griffin, E.D. Goldberg and B.E.F. Reiman, 1967: Airborne dust collected at Barbados, Geochim. Cosmochim. Acta, 31, 885-909.
- Gagin, A., 1965: Ice nuclei, their physical characteristics and possible role on precipitation ininitiation, Proc. Int. Conf. on Cloud Phys. Tokyo and Sapporo, 155-162.
- Gillette, D.A., I.H. Blifford and C.R. Fenster, 1972: Measurements of aerosol size distributions and vertical fluxes of aerosols on land subject to wind erosion, Jour. Appl. Met., 11, 977-987.
- and T.R. Walker, 1977: Characteristics of airborne particles produced by wind erosion of sandy soil, high plains of west Texas, Soil Sci., 123, 97-110.
- 長谷川正, 1967: 新潟県高田市に降ったレスについて, 地質学雑誌, 42, 463-467.
- Hseung, Y. and M.L. Jackson, 1952: Mineral composition of the clay fraction: III. of some main soil groups of China, Soil Sci. Soc. Amer. Proc., 16, 294-297.
- 井上克弘,吉田 稔,1978:岩手県盛岡市に降った "赤い雪"中のレスについて,日本土壌肥料学雑 誌,49,226-230.
- 石井英二, 1979:「ひまわり」と電子顕微鏡で見た "黄砂", 気象, 24, 22-25.
- 石坂重次, 1979: 1979 年 4 月中旬の 黄砂, 天気, 26, 725-729.
- Ishizaka, Y., 1972: On materials of solid particles contained in snow and rain water: Part 1, Jour. Met. Soc. Japan, 50, 362-375.
- _____ 1973: On materials of solid particles contained in snow and rain water: Part 2, Jour. Met. Soc. Japan, 51, 325-336.
- 石坂 隆,本多朔郎,1974:1974年2月秋田地方に 降った雪の中の物質について,日本気象学会秋季 大会講演予稿集,143 p.
- Isono, K., M. Komabayasi and A. Ono, 1959: The nature and the origin of ice nuclei in the atm-

osphere, Jour.Met Soc. Japan, 37, 211-233.

- Isono, K., M. Komabayasi, T. Takeda, T. Tanaka, K. Iwai and M. Fujiwara, 1971: Concentration and nature of ice nuclei in the rim of the North Pacific Ocean, Tellus, 23, 40-59.
- Junge, C. and R. Jaenicke, 1971: New results in background aerosols studies from the Atlantic expedition of the R.V. Met. Spring 1969, Aerosol Sci, 2, 305-314.
- 角脇 怜,1977:大気浮遊粉じん中のケイ素および アルミニウムの粒度分布と濃度比,日本化学会誌, 12,1911-1916.
- 倉林三郎, 1972: 大山火山灰層の粘土鉱物学的特 徴,地質学雑誌, 78, 1-11.
- Levin, Z., J. Joseph and Y. Mekler, 1980: Properties of Sharva (Khamsin) dust-composition of optical and direct sampling data, Jour. Atoms. Sci., 37, 882-891.
- 生沼郁,小林和夫,1965: 堆積岩の粘土鉱物学的研 究における二,三の問題点,粘土科学の進歩,5, 77-84.
- 岡田菊夫,小林愛樹智,原田奈遠美,武田 喬男, 1980: 大気中のエアロゾルによる光散乱係数の変

- 動(I), 日本気象学会秋季大会予稿集, 189 p.
- 三宅泰雄, 杉浦吉雄, 葛城幸雄, 1956: 1955年4月 旭川地方に降った放射性の落下塵, Jour. Met. Soc. Japan, 34, 226-231.
- Patterson, E.M. and D.A. Gillette, 1977: Commonalities in measured size distributions for aerosols having a soil derived composition, Jour. Geophys. Res., 82, 2074-2082.
- Prospero, J.M. and E. Bonatti, 1969: Continental dust in the atmosphere of the eastern equatorial Pacific, Jour. Geophys. Res., 74, 3362-3371.
- Schütz, L. and R. Jaenicke, 1974: Particle number and mass distributions above 10⁻⁴ cm radius in sand and aerosol of the Sahara desert, Jour. Appl. Met., 13, 863-870.
- Sudo, T., K. Oinuma and K. Kobayashi, 1961: Mineralogical problems concerning rapid clay mineral analysis of sedimentary rocks, Acta Universitaitis Carlinae-Geologica Supplementum I, 189-219.
- Walker, G.F., 1957: On the differentiation of vermiculites and smectites in clay, Clay. Min. Bull., 3, 154-163.

(634頁より続く)

Technical note, NO. 34.

- Conover J.H., 1964: The identification and significance of orographically induced clouds observed by TIROS satellites, J. Appl. Met. 3, 226-234.
- 気象庁, 1976: Aerological data of Japan (5-year period averages 1971-1975).
- Klemp, J.B. and D.K. Lilly, 1978: Numerical simulation of hydrostatic mountain waves, J. Atmos. Sci., 35, 78-107.
- Lester, P.F., 1977: Waves and turbulence in the

vicinity of Chinook arch cloud, Mon. Wea. Rev., 105: 1447-1457.

- Lilly, D.K., 1971: Observations of mountain-induced turbulence, J. Geo, Res., 27, 6585-6588.
- Ludlam, F.H., 1952: Orographic cirrus clouds, Quart. J.R. Met. Soc., 78, 554-562.
- Ludlam, F.H., 1952 a: Hill-wave cirrus, Weather, 7, 300-306.
- Nicholls, J. M., 1973: The airflow over mountains, W.M.O. Technical Note, NO. 127.