発光弾による風の観測

中村純二・秋田一雄・斎藤馨児

1. まえがき

地表上 80~150 km の上空における風向,風速の水平 成分を求めるために,ナトリウム蒸気を必要な高度に散 布し,その共鳴線による発光を地上の数カ所から追跡す る方法がある^{1)~55}.しかしながら風速をいっそう正確に 測定し,さらにその鉛直成分まで求めるにはガスを点状 に散布する必要がある.本報告はこの種の観測用ロケッ ト搭載装置を開発する目的で,テルミット法と光薬法に より金属ナトリウムおよび金属リチウムを蒸散させよう とした一連の地上実験について述べたもので,あわせて K-8L-2 号機によって行なわれたロケット実験の結果の 概要も記した.

2. テルミット弾の地上実験

1) ナトリウム・テルミット系の安定性 まず 金属 Na とテルミット (Fe₂O₃: Al=3:1)の接触による発火 の危険性を調べるため,種々の大きさの Na 片をテルミ ット粉末に混合し,混合後の温度変化とこの混合系を加 熱した場合の発火温度を測定した.この結果次のことが わかった.(a) Na の大きさが 2~3 mm 角の場合は十 分注意して混合しても発火することがあるが,6 mm 角 程度にすれば発火しない(第1図).(b)混合時の温度



第1図 ナトリウム・テルミット混合物の発熱曲線 上昇は数分後が最高で,以後時間とともに低下する. (c)混合物の発火温度は酸化物被膜の融点 290℃にほ ぼ等しく,これは金属 Na の発火温度⁶⁾とも等しい.し かし圧さくや加速度による衝撃のため酸化物被膜がこわ れると Na の融点 98℃ のわずか上で発火する.荷重変 形の実験から被膜がこわれない圧さく圧力の上限を求め たところ 2 kg/cm^2 となった.

リチウムの場合は急激な切断を行なわない限り,テル ミットの混合や圧さくによる発火の可能性はまったく認 められなかった.

2) テルミット・マグネシウム系の燃焼速度 テルミ ット弾の燃焼速度をなるべく大きくして,線分状に Na ガスを放出し,風速の鉛直成分まで測定できるような蒸 発器を開発する目的で Fe2Os-Al-Mg 3 成分系について 燃焼速度 v の測定を行なった. v の値は粒度,装塡比 重,燃焼管の直径,気圧などに依存するが測定結果の1 例を第2 図に示す. v の最大値の付近では燃焼が不規則



装填比重 0.82 管径 2.78 cm Mg 80 メッシュ

第2000 日本
第2000

で再現性も少ないが、その近くに燃焼の安定領域が見られたので、この部分を基本成分として採用した。粒度は細かいほどッ大であるが常に同程度の粒度のものを得る必要があるので、搭載用には Al 250 メッシュ、Mg 100



第16巻第11号

メッシュのものを用いた.装塡比重は小さいほどッ大で あるが環境試験に耐えるためには0.8以上である必要が あった(第3図). 管径は大きいほど v 大で径 5 cm 以 上になると飽和の傾向を示した.

Fe₂O₃-Al-Mg 系に Na を加えた場合の v はテルミット 60%, Mg 20%, Na 20% のものが大きく, かつ安 定であることが確かめられた.

点火剤(スタータ)としては確実に発火する BaO₂: Mg=1:1の混合物を用いた.発熱量の関係でこれから 直ちにテルミット主剤に燃焼を移すことはむずかしいの で Fe₂O₃-Al-Mg-BaO₂から成る2種類のブースタを中 間に挿入した.第4図はブースタに対する燃焼速度の測





第4図 ブースターテルミットの燃焼速度 定結果の1例でテルミットにスタータを30~50%混入す る時,燃焼速度も大きく安定であることを示している.

3) 弾の構造 弾は主燃焼室と点火栓にわけ,点火栓 に電気導火線,スタータ,第1および第2ブースタを, 主燃焼室にテルミット主剤と Na および Li を装填した.

真空容器内で燃焼実験を行なった結果、点火栓の立消 えになる場合がしばしば生じたので、点火栓は密閉方式 をとることとした.この場合スタータの燃焼によるガス 圧のため未燃薬剤が移動して密閉を破り、あるいは立消 えとなることがあるので緩衝空洞を設けて放出ガスを吸 収する一方、主剤に近づくにしたがって燃焼面積が、し だいに広がるような構造とした.

主燃焼部は燃焼中ジュラルミン容器がくずれないよう 容器内面にアスベストを巻いた.アスベストの厚さが2 mm だと管体は部分的に軟化し、1 mm だと融 解する が、3 mm 以上ではまったく軟化しないことが実証され た.K-8L-2 号機の場合はテルミット弾をロケット本体 から射出する方式の T₁弾と、ロケットに組み込んだま ま燃焼させる T₂弾を搭載したが、いずれも Na 蒸気の 放出は容器内のガス圧が数気圧以上になった時、側壁に 設けた小窓を吹き破る方式とした.この窓は 直径約3 mm,外向きのテーパを持ち、温度とともに容易に軟化 するボンドで止めた.第5図 T₁ および第6図 T₂ はテ ルミット燃焼弾の構造の概略を示すもので、薬量は T₁



250g であった。 第7 図は点火部のガス圧緩 衝空洞に圧力計を装塡 し、点火から主剤の燃 焼に至る間の圧力の時 間変化を測定したもの である. 点火後圧力は 1~2 kg/cm² 程度の値 をとり, 主剤の着火と ともに急激な圧力上昇 を示した、この図には コンデンサを回路に入 れた熱電対による各部 の温度変化の結果も示 されているが,特に主 剤下端部の温度上昇の

が Na 40 g, T2 が Na



時刻は圧力のピークとよい一致を示している.

3. 光薬弾の地上実験

1) 光葉の組成 Armstrongⁿは Al 粉末を上空で爆 散させ,その雲から出る光を地上から観測して風速を求 めた.この場合雲は確かに点状であるが,重力落下の影 響はまぬがれがたく,やはり風速の鉛直成分を正確に知 ることはむずかしい.そこでわれわれは爆散方式によっ て原子状の Na を放出する光薬弾の実験を始めた.

熱伝達の時間を考慮して爆燃速度の遅い何種類かの塩 類について地上実験を行ない,直視分光器でスペクトル

81



400

第7図 緩衝空洞内の圧力並びに温度勾配曲線 を観測した結果,次の点が明らかになった. (a) B(Nos)2 は発熱量小さく,光薬成分と しては不適当である.(b) KClO4 は発熱量 は大きいが,反応の際放出される Cl2 ガスが 蒸発した原子状 Na を侵す欠点がある.(c) KNO3+Al の混合物の場合

4KNO₃+6Al→N₂O+3Al₂O₃+2K₂O+N₂ の反応によって酸素バランスはほとんど零に 近く,発熱量も大きいので,光薬の基本組成 として適当である. (d) NaNO₃+ステアリ ^{雷管素色} ン酸アルミニウムの場合光薬自身も Na ガス を出す可能性があるが,爆燃速度が大きすぎるため Na 塊の一部分は固体のまま爆散されのぞましくない.

管体の材質と弾の内部における Na 配置を決めるため に, 直径1m, 長さ6mの鉄管中で各種の実験用光薬弾 を炸裂させ, 残留した金属 Na を回収の後秤量して気化 した Na 量を推定した. この結果管体としては鉄よりジ ュラルミンの方がすぐれており, 光薬中の Na 配置とし ては Na をなるべく分散させ, かつうすいシート状にす るのがよいことがわかった.

2) 真空実験 真空中では蒸気圧の関係で気化 Na 量 は多くなる反面,点火系を含む光薬の燃焼の持続性が不 確実になると考えられる.このため肉厚約 25 mm の鍛 鉄製容器内で小型光薬弾の炸裂実験を行なった.これに より真空点火の確実性は確かめられたが,気化した Na は直ちに残存空気と反応し,吸収スペクトルによる Na の検出はできなかった.後者を確かめるため Na の代わ りにハンダ (Pb: Sn=3:2)の小塊を多数混入した擬弾 の実験を行ない,熱伝達の模様を調べた.この結果約 250g のハンダのうち,20% は蒸発し,残りの 80% に ついても大部分溶融していてほぼ融点 182°C まで温度が 上昇したことが示された.

3) 光葉弾の構造 以上の実験に基づいて K-8L-2 号 機のために設計された光薬弾の構造は第8 図のとおりで ある. すなわち4g の黒色火薬によってロケット本体か ら前方に約 90 m/sec の速度で射出された 光薬弾は,射 出と同時に段発電気雷管に着火され,これが0.4 秒の遅 延秒時の後発火して導爆薬 (テトリール) にうつり,つ づいて光薬が爆燃する. パラフィンとポリエチレンで被 覆されたシート状の Na は光薬中に渦巻状に埋め込まれ ており,炸裂と同時に四方に蒸散する. この場合の薬量 は Na 120 g であった.

発光雲の観測

1) 打上時刻 発光雲の位置を地上観測から決める場合,発光雲の高度ではなお日射があり Na や Li の共鳴線が強く発光しているとともに,地上では薄明状態が続いて背景の空に3等星程度の星が見えていなくてはならない. この条件が満足されるのは太陽高度が -8°~-9



第8図 K-8L-2 号機 K弾

の数分間であって K-8L-2 号機については次の発射時刻 が予定されれた.

1963. 12. 12, $17: 50^{+2}_{-0}$ JST

このほかに観測点の上空に雲がなく,月のない暗夜で あることが要求される.

2) 観測網 発光雲の位置を決定するには 2 カ所以上 の観測点から発光雲を同時撮影しなくてはならない.こ のため K-8L-2 号機の場合は都井岬突端と 船間中学校 に,観測点を置き,内之浦からの無線指令にもとづき各 観測点でまったく同時に発光雲の撮影を行なった.この 観測に使用した通信機は SSB 方式のもので,周波数は 1711.5 kc 送信出力は内之浦のみ 50 W,他は 10 W で あった.電界強度の計算によれば S/N=20 db として各 観測点の必要強度は 30 μ V/m 以上となる.

3) 観測カメラ 各観測点には経緯台にのせた2台の 航空写真用 K20 型カメラをセットした.2台のうち1 台は NaD 線用に Y2 フィルタを用い,他の1台には Li 赤線用に R1 フィルタをつけた.レンズはいずれも Nikkor F 200 mm, f 1/3.5, フィルムは Fuji SSS (サ イズ 6"×4.5") 現像はパンドール 20℃, 20分, 皿現

82



5 秒露出 10 秒休みの撮影フィルム中3 駒目から9 駒目までの航跡が記入されている. 枠内の線は赤経赤緯,枠外の数字はカメラの方位と仰角を示す.

第9図 船間および都井で撮影された K-8L-2 号機航跡の写真 像.また露出は発光雲の光りはじめた発射後 70 秒後か 射光が掛 ら始めて Na カメラは5秒露出で 10 秒休みの観測を約 行なった 30 駒, Li カメラは 20 秒露出で 10 秒休みの観測を約 の航跡。 18 駒行なった. 結果が得

5. K-8L-2 号機の飛しょう結果

発光弾4箇(K₁, T₁, K₂, T₂)を搭載した K-8L-2 号 機は 1963 年 5 月に打上げが予定されていたが, 天候不 良のため延期となり, ロケットエンジンは持帰りとなっ



点線はレーダトランスポンダによる測定値 実線は6図から求めた計算値 上下角78°,方向角N145°S 第10図 K-8L-2号機の航跡 た. その後同年 12 月 12 日 JST 1750 2 号機は快晴に恵まれ,上下角 78°,方向 角 N 145°S で発射された.しかしロケ ットは予定の航跡を飛しょうせず,最高 到達高度は 103 km (予定は 182 km), 飛しょう距離は 74 km(予定は 170 km), 飛しょう方向は発射後 20 秒前後で左に それ,落下地点の方位は予定より 17° 東 寄りであった.このため発光雲は認めら れず,船間および都井で撮影した5秒露 出の観測フィルムの数駒に第9 図に示す ような軌跡がうつっただけである.この 軌跡をくわしく調べると,周期約 1.3 秒 の光度の極大が見られる.これはロケッ トのスピンや回転にともなって機体の反

射光が撮影されたものか,機体内で発光弾が異常燃焼を 行なったものか原因不明であるが,この軌跡をロケット の航跡と考えてその位置を算出すると第 10 図の実線の 結果が得られる.同図の点線はレーダートランスポンダ による航跡の測定結果である.両者は誤差の範囲内で→ 致していると考えられる.この日の地上における気温は 9℃,風向は北西,風速は 4 m/sec であった.

6. 結 び

1964 年7月 26 日 K-8L-4 号機によるテスト飛しょ うののち,同日夕刻発光弾2箇(T および K)を搭載し た K-8L-5 号機が打ち上げられ発光弾の実験は成功し た.この結果については次回に報告を行なう.

おわりに

本実験の指導をされ、たえず激励していただいた東京 天文台の古畑正秋教授、地上実験や弾の製作に協力を惜 しまれなかった昭和化成品工業KKの方々、ならびにロ ケットの打上げにあたってお世話になったたくさんの方 々に心から感謝の意を表す. (1964 年 10 月 12 日受理)

献

文

- H. D. Edwards, J. F. Bedinger, E. R. Manring and C. D. Cooper: The Airglow and the Aurorae pp. 122 ~134 (1956)
- 2) L. Broglio: Space Research II pp. 1125~1140(1961)
- H. D. Edwards, C. G. Justus and D. C. Kurts: J. Geophys. Res. 68 pp. 6062~6063 (1963)
- 4) J. Blamont: Planet. Space Sci. 10 pp. 89~101(1963)
- 5) C. H. Mc Donnell and W. D. Charles: Rep. of Atlan-
- tic Res. Corp, Contract AF 19 (628) 295 JAN (1963) 6) K. Akita and S. Yamashika: Rep. of Fire Res. Inst. 24 (1964)
- E.B. Armstrong: Planet. Space Sci. 11 pp. 733~742 (1963)