# 133

# ロケットフェアリング周りの凝縮流れの数値計算 <sub>佐藤 博紀</sub> <sub>総合研究大学院大学</sub>

# Numerical study of condensing flow around a rocket fairing

by

Hiroki Sato

# ABSTRACT

We aim to reveal the generated process of rocket clouds around the rocket fairing in the condensing flow and investigate the aerodynamic characteristics of the fairing. In this study, a two-dimensional or axisymmetrical two-dimensional CFD code considering the heterogenous condensation was developed. Then, the dry air and the heterogenous condensing flow within the circular-arc bump channel ( $M_{inf} = 0.675$ ,  $T_{inf} = 300$  K,  $P_{inf} = 1000$  hPa) and around the rocket fairing (simulated 4S-type for H-IIA,  $M_{inf} = 0.85$ ,  $T_{inf} = 300$  K,  $P_{inf} = 1000$  hPa) were solved by developed code. In the case of the dry air flow in circular-arc bump channel, the results of the present study is in good agreement with that of the past validated numerical study. Compared to the dry air flow, the shock position on the circular-arc bump is shifted to downstream in the heterogenous condensing flow. This trend is in agreement with the past numerical simulation. In the case of the heterogenous condensing flow around the rocket fairing, the temperature, the relative humidity and the mass fraction of the liquid phase are 268 K, 314% and 1.1% respectively at the shoulder of the fairing z = 66.1 m (the fairing tip is located at z = 60 m). The rocket clouds like umbrella is generated near the z = 66.1 m. Compared to the case of the dry air flow, the shock position on the rocket fairing wall is shifted to downstream in the case of the heterogenous condensing flow. This reason can be explained by the comparison between the Rankine-Hugoniot relation and the Rayleigh relation. In addition, the maximum Mach number in the heterogenous condensing flow is lower than that in the dry flow. The difference of the static pressure between the dry air and the heterogenous condensing flow is observed on the side wall of the fairing from z = 66.1 m to 68.5 m.

### 1. はじめに



図1 地上から撮影した H-IIA ロケット 13 号機の打ち上げ直後の 様子(ロケット先端側のフェアリング前面に傘状の雲が発生して いる, JAXA 動画アーカイブス<sup>1)</sup>から引用)

近年、イプシロンロケット(日本)など、新型のロケッ ト開発が実施されており、CFD を用いたロケットの空力設 計やロケット射場の音響環境調査などが複数報告<sup>2)-4)</sup>され、 ロケット周りの流れ場はよく理解されてきた.一方,打ち 上げ直後の H-IIA ロケットの飛行時(遷音速時)の様子を 見ると、ロケットフェアリング前面に雲(図1に見られる 傘状のロケット雲)が発生するケースがある.このケース において、ロケット周りの流れ場は完全な乾燥空気でなく、 空気に含まれる水蒸気の凝縮を伴う流れ場、すなわち乾燥 空気と蒸気(2成分の気相)および水(液相)の気液二相 流の遷音速流になっていると推測される. この流れは、ロ ケット後方から排出される、液酸液水ロケットエンジンの 蒸気噴流とは区別される.飛行機周りの流れ場を研究した 例では、翼周りに飛行機雲が発生するような凝縮流中にお いて、飛行機の空力特性(揚抗比)が低下することが明ら かになっている <sup>5),6)</sup>. しかしながら,凝縮を伴う遷音速流 れがロケットの空力特性に及ぼす影響について、数値計算 あるいは実験によって研究された例は、著者の知る限り報 告されていない. また, 前述したロケット雲の形成過程に 関する研究例も報告されていない.

本研究は、2次元圧縮性の凝縮流れ(乾燥空気と水蒸気、 液滴の混合した遷音速流れ)を解析可能な数値計算コード を開発し、円弧バンプ問題を解くことで、数値計算の検証 を実施する.そして、開発した数値計算コードによって、 ロケットフェアリング周りの軸対称2次元・凝縮流れの数 値計算を実施し、ロケット雲の形成過程を明らかにする. 最後に、乾燥空気流れの数値計算とも比較し、凝縮を伴う 流れがロケットフェアリング周りの流れ場とフェアリング 空力特性に及ぼす影響を明らかにする.

# 2. モデリングと数値計算

### 2. 1. モデルにおける仮定

本数値計算は,凝縮流と乾燥空気のみの流れの2ケースの計算を実施する.本計算における仮定を以下に示す.

- 後述の検証問題(円弧バンプ流路)を解く際,2次元 流れ場を仮定する.ロケットフェアリング周りの流れ 場は2次元軸対称を仮定する.
- 凝縮は、大気中のエアロゾルなどを核とする非均一凝縮りとして、凝縮核密度をn<sub>l</sub>=1×10<sup>14</sup> m<sup>-3</sup>に固定する. この数密度は大気中に存在するエアロゾルの推定密度である.
- 本研究における非均一凝縮流は、乾燥空気と水蒸気、 液滴の混合流れを指す.この流れの場合、圧縮性非粘 性流れに、凝縮モデルを追加する.
- ▶ 非均一凝縮流は、気体と液体の各相間の速度差と温度 差がない均質流<sup>7),8)</sup>を仮定する.
- ボイド率α(気相の体積比率)は1に十分近いとする (液相の質量分率β<0.1).</li>
- ▶ 乾燥空気のみの流れの場合,流れは圧縮性の非粘性 流れとし,液滴と水蒸気は含まない.

### 2. 2. 基礎方程式

乾燥空気の数値計算は、式(1)-(3)に示す 2 次元(あるい は軸対称 2 次元) 圧縮性オイラー方程式を基礎方程式とす る.非均一凝縮流は、2 次元圧縮性オイラー方程式に、蒸 気の質量保存則(式(4))、液相の質量保存則(式(5))を 加えたものを基礎方程式とする.

$$\frac{\partial \rho}{\partial t} + \nabla \cdot \left( \rho \mathbf{u} \right) = 0 \tag{1}$$

$$\frac{\partial \rho \mathbf{u}}{\partial t} + \nabla \cdot \left( \rho \mathbf{u} \mathbf{u} + p \mathbf{I} \right) = 0 \tag{2}$$

$$\frac{\partial E}{\partial t} + \nabla \cdot \left[ (E+p) \mathbf{u} \right] = 0 \tag{3}$$

$$\frac{\partial \rho_{\nu}}{\partial t} + \nabla \cdot \left( \rho_{\nu} \mathbf{u} \right) = -\Gamma \tag{4}$$

$$\frac{c\rho\beta}{\partial t} + \nabla \cdot \left(\rho\beta \mathbf{u}\right) = \Gamma \tag{5}$$

ここで、 $\rho_v$ は蒸気の質量密度、 $\beta$ は液相の質量分率を意味 する.非均一凝縮流の場合、全エネルギーは以下のように 求める.

$$E = \frac{C_{pm} - (1 - \beta)R_{mix}}{(1 - \beta)R_{mix}} p + \frac{1}{2}\rho \mathbf{u}^2 + \rho h_{0m}$$
(6)

凝縮流による追加式は、山本ら<sup>5),14)</sup>や Schnerr<sup>6)</sup>らの文献を 参考にしており、記号などはそれらの文献を参照されたい. 式(4)、(5)の右辺の  $\Gamma$  は液相の質量生成率であり、非均一 凝縮の場合、以下のように算出する.

$$\Gamma = 4\pi\rho_l n_l r^2 \frac{dr}{dt} \tag{7}$$

本数値計算は、非均一凝縮流としているため、液滴の数密度(凝縮核密度に相当) $n_l$ は仮定で述べた値( $10^{14}$  m<sup>-3</sup>)に固定する.液滴の半径とその成長率は以下のように求める.

$$r = \left(\frac{3\beta}{4\pi\rho_l n_l}\right)^{1/3} \tag{8}$$

$$\frac{dr}{dt} = \frac{q_c}{\rho_l \sqrt{2\pi R_v T}} \left( p_v - p_r \right) \tag{9}$$

式中の $p_r$ は,

$$p_r = p_s \exp\left(\frac{2\sigma}{r\rho_l R_v T}\right) \tag{10}$$

ここで、表面張力  $\sigma$  は以下のように温度の関数として評価 する.

$$\sigma = (82.27 + 75.612T_R - 256.889T_R^2 + 95.928T_R^3) [\text{N/m}] \quad (11)$$

$$(f_{c} \neq f_{c}) = T/647 \ 286)$$

 $p_s$ は飽和蒸気圧で、温度 $\theta$ [°C]の関数として評価する.

$$p_s = 6.1078 \times 10^{\frac{7.50}{\theta+237}} [hPa]$$
(12)

そして,以下の状態方程式を用いて方程式系を閉じる.

$$p = \rho R_{mix} T(1 - \beta)$$

$$= \frac{(1 - \beta) R_{mix}}{C_{nm} - (1 - \beta) R_{mix}} \left( E - \frac{1}{2} \rho \mathbf{u}^2 - \rho h_{0m} \right)$$
(13)

一方,乾燥空気のみの場合,状態方程式は以下に示す理想 気体のものとする.

$$p = \rho_{air} R_{air} T \tag{14}$$

また、乾燥空気の全エネルギーは、以下のように評価する.

$$E = \frac{p}{\gamma - 1} + \frac{1}{2}\rho \mathbf{u}^2 \tag{15}$$

### 2.3.数值計算手法

本研究は、一般座標変換した基礎方程式を有限体積的に 離散化し、それを時間発展法で解くことで収束解を得た. 対流項の評価には, HLL スキーム<sup>10)</sup>を用いて, MUSCL 内 挿で空間 2 次精度化を施した. その際, minmod 関数を用 いて TVD 化した. 時間積分には, 1 次精度のオイラー陽 解法を用いた.

#### 2. 4. 計算領域と境界条件

本計算は、検証用の2次元円弧バンプ流路と軸対称2次 元・ロケットフェアリング周りの流れを対象とする.

# 【円弧バンプ流路の遷音速流れ(検証問題)】

図 2 の検証用の円弧バンプ流路は、流路全長と高さそれ ぞれ 3 mと 1 m、円弧バンプ<sup>11)</sup>長さと厚さ、曲率半径はそ れぞれ 1 mと 0.1 m、1.3 mとする.この問題は乾燥気体の オイラー方程式の検証問題<sup>12),13)</sup>として実績がある.本計 算は、表 1 に示す遷音速の非均一凝縮流と乾燥空気流れの 2 ケースを計算する.両ケースとも、入口境界条件は、初 期条件から算出した全温度を固定にし、静圧を内挿する. 初期条件の各物理量は、表 1 に示す値に設定する.非均一 凝縮流の場合、入口条件として、液相の質量分率 $\beta = 0.001$ (0.1%)、相対湿度 $\varphi(=p,/p_s) = 0.9$  (90%)を与える.流出条 件は、静圧を初期条件に固定し、他の物理量を自由流出条 件にする.また、非粘性流れとしているため、上下壁面は すべり条件とする.

### 【ロケットフェアリング周りの遷音速流れ】

次に、図3のロケットフェアリング周りの計算領域について説明する.本計算の対象とするロケットフェアリングは H-IIA ロケットの 4S 型フェアリング<sup>15)</sup>を模擬する.ただし、先端部の曲率を持った部分は省略する.計算領域は、対称軸の片面のみとする.図3の上側遠方境界の径方向位置は、ロケットフェアリング半径 R = 2.05 m 0.90倍程度にとる.また、左側境界からフェアリング先端部分 z = 60 mにかけての距離は、半径の約140倍程度とする.入口境界条件は表1に示す通りである.下側境界r=0 mのところは、z = -210 mから60 mの領域で対称条件、z > 60 mの領域で 壁面条件(ロケット壁面)を与える.なお、非粘性流れのため、壁面条件はすべり条件とする.



図 2 円弧バンプ流路(2次元, バンプ長さ1m, 厚さ0.1m, 円弧 曲率半径 1.3 m, 計算メッシュ数は壁に沿った方向に 200 点, y方 向に 120 点)

表1 円弧バンプ流路とロケットフェアリング周りの流入条件(マッハ数の括弧内は円弧バンプ流路の設定値)

物理量	乾燥空気流れ	非均一凝縮流
圧力, hPa	1000	1000
温度, K	300	300
マッハ数,-	0.85 (0.675)	0.85 (0.675)
相対湿度,-	-	0.9 (90%)
液相の質量分率,-	-	0.001 (0.1%)
凝縮核密度, m <sup>-3</sup>	-	1014



ロケットフェアリング先端付近を拡大

図 3 H-IIA の 4S 型フェアリングを模擬したロケットフェアリン グ周りの計算領域と計算メッシュ(2次元軸対称,計算メッシュ数 は対称軸・フェアリングに沿った方向に138点,径方向に55点, 先端部の曲率を持った部分は省略)

#### 3. 数値計算結果と考察

#### 3.1.円弧バンプ問題による数値計算の検証

本節では、数値計算の検証を行う.本来、実験結果など と比較して検証されるべきであるが、凝縮流は相似則が成 り立たないために実験が困難である.したがって、ロケッ



図 4 円弧バンプにおけるマッハ数コンター(2次元流れ,赤矢印 が主流方向, *M<sub>inf</sub>* = 0.675, *p<sub>inf</sub>* = 1000 hPa, *T<sub>inf</sub>* = 300 K,上半面:乾燥 空気流れ,下半面:非均一凝縮流)

図4は円弧バンプ流路内の乾燥空気流と非均一凝縮流それぞれのマッハ数コンターを比較したものである.図4・ 上半面の乾燥空気流れの場合,衝撃波が円弧バンプ上 x = 1.7 mのところで発生している.このようなマッハ数コン ターは,過去の数値計算<sup>12,13)</sup>とよく一致しており,乾燥空 気流れは正しく解けていると言える.一方,図4・下半面 の非均一凝縮流の場合,衝撃波位置はx = 1.8 mのところに あり,乾燥空気流れより下流側に位置している.このよう な非均一凝縮流における衝撃波位置の下流へのシフトは, 過去の数値計算例<sup>6,14)</sup>でも見られている.過去の数値計算 例は,NACA0012 翼周りの数値計算であるため,一概に比 較できないが,本数値計算においても,定性的に非均一凝 縮流特有の現象を捉えることができている.

## 3.2.ロケットフェアリング周りの非均一凝縮流れとロ ケット雲の形成過程

本節では、ロケットフェアリング周りの非均一凝縮流れ 場を詳しく見ることで、ロケット雲の形成過程について明 らかにする.

図 5 の下半面は、非均一凝縮流のマッハ数コンターである. この図より、衝撃波はフェアリング壁面上 z = 68.5 m のところに位置していることが分かる. 図 5 上半面の乾燥 空気流れとの比較は次節で述べる. 図 6 は、非均一凝縮流 における液相の質量分率 $\beta$ のコンター図である. z = 66.1 m のフェアリング肩部で急激に $\beta$ が増加し、凝縮が起きていることが分かる. そして、z = 68.5 mの衝撃波より下流で、 $\beta$  は急激に低下しており、液滴は蒸発していることが分かる.

次に、雲が形成されている領域を調べる.雲は液滴の集まりであり、雲が形成されているか判断するには、液滴サイズを調べる必要がある.図7は、ロケットフェアリング周りにおける、非均一凝縮中の液滴半径コンターを示したものである.過去の研究<sup>14)</sup>は、雲内部に1 cm<sup>3</sup>中に半径1-20  $\mu$ mの液滴が100 – 900 個程度(1 m<sup>3</sup>中に1×10<sup>8</sup> – 9×10<sup>8</sup> 個)存在していると述べている.本数値計算の液滴は、その半径が最大でも0.28  $\mu$ m と小さいが、液滴密度が $n_1$ =10<sup>14</sup> m<sup>3</sup> と多いため、雲として視認できる可能性がある.本数値計算において、半径0.1  $\mu$ m 以上の液滴を雲として定義すれば、図7における液滴半径  $r_{dp}$  > 0.1 $\mu$ m の傘状の領域(赤い破線の領域)は、図1のロケット先端に見られる傘状のロケット雲を模擬できている.

本節最後に、このロケット雲の形成過程を見ていく、図 8 は非均一凝縮流の温度コンターである.フェアリング肩 部の z = 66.1 m で最低温度 268 K に達する. このように温 度が低いと、相対湿度が高くなり、凝縮が発生する.一方, z=68.5 mの衝撃波下流で,温度は増加して一様流温度まで 回復していることが分かる. 図9は相対湿度コンターであ るが,最低温度に達した z = 66.1 m で約3 (300%)と非常に 大きな相対湿度となっており、この部分で凝縮が発生し、 雲に相当する液滴が生成される.図10は、ロケットフェア リング壁面に沿った相対湿度 φ と液相質量分率 β の分布で ある. 相対湿度は z = 60 m のフェアリング先端部から肩部 z = 66.1 mにかけて増加し、肩部で最大値  $\varphi_{\text{max}} = 3.14 (314\%)$ に達する.この肩部で、液滴質量分率も急激に増加し、肩 部直後で最大値 0.011(1.1%)になっており、凝縮が発生して いることが分かる.相対湿度 $\varphi$ は、z = 66.1 mの下流で低下 して、 z = 73 m より下流では約 1 (100%)で一定となる.液 相質量分率βは、フェアリング側面 z = 66.1 m から 68.5 m にかけて低下傾向にある.そして、z=68.5mの衝撃波のと ころで β は急激に低下して、液相は蒸発し、雲に相当する 液滴は消滅する.これは、図8の温度コンターで述べたよ うに、衝撃波を跨いで温度が一様流温度まで増加するため である.このような液相質量分率の分布になった結果,前 述したような傘状の雲が形成される.



図 5 ロケットフェアリング周りのマッハ数コンター(軸対称 2 次 元,上半面:乾燥空気,下半面:非均一凝縮流, *M<sub>inf</sub>*=0.85, *T<sub>inf</sub>*= 300 K, *P<sub>inf</sub>*=1000 hPa)



図 6 非均一凝縮流れの液相の質量分率のコンター,- (軸対称 2 次 元, *M<sub>inf</sub>*=0.85, *T<sub>inf</sub>*=300 K, *P<sub>inf</sub>*=1000 hPa, *φ<sub>inf</sub>*=0.9)



図7 非均一凝縮流の液滴半径のコンター,m(軸対称2次元, $M_{inf}$ =0.85, $T_{inf}$ =300 K, $P_{inf}$ =1000 hPa, $\varphi_{inf}$ =0.9,赤い破線で囲まれた領域は $r_{drp}$ >0.1 µm で雲に相当する)



図 8 非均一凝縮流の温度コンター, K (軸対称 2 次元,  $M_{inf}$ =0.85,  $T_{inf}$ = 300 K,  $P_{inf}$ = 1000 hPa,  $\varphi_{inf}$ = 0.9)



図 9 非均一凝縮流の相対湿度のコンター,-(軸対称 2 次元,  $M_{inf}$  = 0.85,  $T_{inf}$  = 300 K,  $P_{inf}$  = 1000 hPa,  $\varphi_{inf}$  = 0.9)



図 10 フェアリング壁面に沿った相対湿度  $\varphi$  と液相の質量分率  $\beta$  の z 軸方向分布 ( $M_{inf}$  = 0.85,  $T_{inf}$  = 300 K,  $P_{inf}$  = 1000 hPa,  $\varphi_{inf}$  = 0.9, 青 い破線部分は衝撃波位置 z = 68.5 m)

## 3.3.非均一凝縮流とロケットフェアリング空力特性

本節は、ロケットフェアリング周りの乾燥空気流れと非 均一凝縮流の数値計算結果を比較することで、非均一凝縮 がフェアリング周りの流れ場と空力特性へ与える影響を明 らかにする.

図 5 に戻り,乾燥空気流と非均一凝縮流のマッハ数コン ターを比較する.図 5・上半面の乾燥空気の場合,衝撃波 が z = 67.2 m のところで発生している.一方,前述した図 5・下半面の非均一凝縮流の場合,衝撃波は z = 68.5 m のと ころにあり,乾燥空気流れに比べて,衝撃波位置が下流側 ヘシフトしている.この点は,前述の円弧バンプ問題と同じ傾向である.

図11は、ロケットフェアリング壁面に沿ったマッハ数分 布である. 乾燥空気流れの場合, ロケットフェアリング先 端 z = 60 m からフェアリング肩部 z = 66.1 m の円錐部分で 加速し、肩部より下流でマッハ数が低下していくことが分 かる. そして, z=67.2 m で衝撃波が発生して, それより下 流側で一様流マッハ数に回復している. この傾向は, 過去 の数値計算<sup>4)</sup>(ただし, N-S計算・乱流考慮)と同様であ る.一方,非均一凝縮流も円錐部分で加速して,肩部より 下流のマッハ数は低下傾向になり、z=68.5mで衝撃波が発 生して、それより下流で一様流マッハ数に回復する.この 図からも, 非均一凝縮流れの衝撃波位置は, 乾燥空気流れ のそれよりも下流側へ位置していることが明らかである. また,最大マッハ数は,乾燥空気流れで1.51 (z = 66.1 m) であるが、非均一凝縮流れでは1.33 (z=66.1 m) と低くな っている.非均一凝縮流れが乾燥空気流れに比べて、その 衝撃波位置が下流へシフトし、最大マッハ数が低くなる理 由は、凝縮熱の発生が原因である.次にこれらのことを考 察していく.

図12は、ロケットフェアリング壁面に沿った温度分布で ある.乾燥空気流れの場合、肩部 z = 66.1 m で温度は最低 値の235 K となる.一方、非均一凝縮流れの場合、この部 分の温度268 K は乾燥空気流れより高い.これは、図6の 液相質量分率コンターで述べたように、肩部 z = 66.1 m で 凝縮が発生して、その凝縮熱によって温度が高くなるため である.また、図は省略するが、非均一凝縮流の最大流速 (435 m/s)は、乾燥空気の最大流速(464 m/s)より低い. このように、流れの温度が高くなり、流速も遅くなること で、非均一凝縮流れの最大マッハ数は乾燥空気流れのそれ より低くなる.

図 13 はロケットフェアリング壁面に沿った圧力分布であ る.フェアリング肩部 z = 66.1 mのところで,非均一凝縮 流れの圧力は乾燥空気流れの圧力より高い.また、フェア リング肩部より下流で,両者の流れの圧力は減少していく が,両者の圧力の z 方向勾配はほぼ同じである.非均一凝 縮流の衝撃波が下流へシフトした理由を,この圧力分布か ら考察する.乾燥空気流れのように熱の授受がない場合, ランキン・ユゴニオの関係式によって,衝撃波上流の圧力 p<sub>1</sub>と下流の圧力 p<sub>2</sub>の関係は,以下のように表せる<sup>9</sup>.

$$\left(\frac{p_2}{p_1}\right)_{\text{Rankine(dy)}} = \frac{1+\gamma M_1^2}{1+\gamma} + \frac{\gamma (M_1^2 - 1)}{1+\gamma}$$
(16)

ここで,  $M_{l}$ ,  $p_{l}$  は衝撃波上流のマッハ数と静圧で,  $p_{2}$  は衝撃波下流の静圧, y は比熱比を表す. 一方, 凝縮流のよう に潜熱などの熱の授受がある場合, レイリーの関係式から,  $p_{2}/p_{1}$ は以下のように表せる<sup>9</sup>.

$$\left(\frac{p_2}{p_1}\right)_{\text{Raykigh}(\text{condensing})} = \frac{1 + \gamma M_1^2}{1 + \gamma} + \frac{\gamma (M_1^2 - 1)}{1 + \gamma} \sqrt{1 - \frac{Q}{Q_{\text{max}}}}$$
(17)

ここで、式中の $Q \ge Q_{max}$ は以下のように評価できる.Qは、 衝撃波上流における単位質量辺りの熱量(凝縮熱) $h_{0m}$ を 全エンタルピー $c_pT_{01}$ で無次元化したもので、以下のように 評価する.

$$Q = \frac{h_{0m}}{c_p T_{01}}$$
(18)

一方,  $Q_{\text{max}}$ は、マッハ数  $M_{\text{l}}$ , 全温度  $T_{01}$ の流れを加熱して M = 1 とするのに必要な加熱量(非均一凝縮流れの音速部

分の凝縮熱)を,全エンタルピーで無次元化したもので, 以下のように評価する.

$$Q_{\max} = \frac{h_{0m,\max}}{c_p T_{01}}$$
(19)

本数値計算の非均一凝縮流は、 $Q/Q_{max} = h_{0m}/h_{0m,max} = 19.2$ [kJ/kg] / 22.7 [kJ/kg] = 0.85 で $Q/Q_{max} < 1$ となる.また、図 11 を見ると、非均一凝縮流における衝撃波上流 z = 68.4 m のマッハ数  $M_1$  (1.06) は、乾燥空気流れにおける衝撃波上 流 z = 67.1 mの $M_1$  (1.38)より低い、したがって、

$$\left(\frac{p_2}{p_1}\right)_{\text{Raykigh}(\text{wordensing})} < \left(\frac{p_2}{p_1}\right)_{\text{Rankine}(dy)}$$
(20)

という関係式が得られる.また、衝撃波下流の圧力 p<sub>2</sub>は、 乾燥空気、非均一凝縮流れでほぼ等しくなるため、

$$p_{1,\text{Rayleigh}(\text{condensing})} > p_{1,\text{Rankine}(\text{dy})}$$
 (21)

となる.したがって、非均一凝縮流は、衝撃波上流でこの 式を満たす圧力になるまで流れる必要がある.言い換えれ ば、非均一凝縮流れの場合、乾燥空気流れに比べて、流れ の圧力  $p_1$ が衝撃波背後の  $p_2$  (一様流圧力) に近い圧力にな るまで、余分な距離を流れる必要がある.その結果、衝撃 波は下流へシフトすると考えられる.

最後に、空力特性について述べる.図13のロケットフェ アリング壁面に沿った圧力分布に戻り、乾燥空気流れと非 均一凝縮流れを比較すると、z=60-66.1mのフェアリング 傾斜部分で大きな差は見られない.したがって、非均一凝 縮は、仰角のないフェアリング中心軸方向の力(抗力)に はほとんど影響しない.一方、フェアリング側面 z=66.1-68.5mで、非均一凝縮流と乾燥空気流れの圧力に顕著な差 が見られ、横方向に働く力に差が出ると言える.本数値計 算のように、流れが完全に軸対称であれば、横方向の圧力 は打ち消し合って、ロケットの運動に影響はない.しかし、 仰角を持つなど、軸対称流れでない場合、ロケットの横方 向の運動に影響する可能性がある.軸対称条件以外の数値 計算に対応可能な3次元 CFD への拡張と、粘性や乱流の導 入は今後の課題である.



図 11 フェアリング壁面に沿った乾燥空気流れと非均一凝縮流の マッハ数分布 (z=60 m はフェアリング先端, *M<sub>inf</sub>*=0.85, *T<sub>inf</sub>*=300 K, *P<sub>inf</sub>*=1000 hPa, "Dry":乾燥空気, "Condensing":非均一凝縮 流)



図 12 フェアリング壁面に沿った乾燥空気流れと非均一凝縮流の 温度分布 (*M<sub>inf</sub>*=0.85, *T<sub>inf</sub>*=300 K, *P<sub>inf</sub>*=1000 hPa)



図 13 フェアリング壁面に沿った乾燥空気流れと非均一凝縮流の 圧力分布の比較(*M<sub>inf</sub>* = 0.85, *T<sub>inf</sub>* = 300 K, *P<sub>inf</sub>* = 1000 hPa)

### 4. 結論

本研究は、2次元あるいは軸対称2次元の圧縮性・非均 一凝縮流れを解析可能な数値計算コードを開発し、検証問 題(円弧バンプ流路: *M<sub>inf</sub>* = 0.675, *T<sub>inf</sub>* = 300 K, *P<sub>inf</sub>* = 1000 hPa) とロケットフェアリング周りの遷音速流れ(*M<sub>inf</sub>* = 0.85, *T<sub>inf</sub>* = 300 K, *P<sub>inf</sub>* = 1000 hPa)の数値計算を実施した. その結果,以下の事柄が明らかになった.

1)円弧バンプ問題によって本数値計算を検証した.その 結果,乾燥空気流れのマッハ数コンターは過去の数値計算 とよく一致していた.また,非均一凝縮流れ特有の衝撃波 の下流へのシフトを捉えることができ,過去の研究と比べ た場合,定性的に正しいことが示された.

2) フェアリング周りの非均一凝縮流れでは,フェアリン グ肩部で温度 268 K,相対湿度 314%,液相の質量密度 1.1%となった.そして,この部分から傘状のロケット雲に 相当する液滴領域(液滴密度 10<sup>14</sup> m<sup>-3</sup>(固定値),液滴半 径が 0.1 µm 以上の領域)が発生した.ロケット雲の形成 過程は,フェアリング肩部で温度が低くなることで,相対 湿度が上がり,液滴が生成され,ロケット雲として視認で きる可能性のある液滴ができる.

3) 非均一凝縮流の衝撃波位置は,乾燥空気流れのそれより下流に位置していた.この理由は,ランキン・ユゴニオ 式とレイリーの関係式を比べることで説明できる.圧力分 布は,フェアリング先端から肩部にかけての斜面領域 z= 60 - 66.1 mにおいて, 非均一凝縮流と乾燥空気流で大きな 差はなかった. 一方, フェアリング肩部 z = 66.1 から 68.5 m のフェアリング側面部分で, 非均一凝縮と乾燥空気流れ の圧力に顕著な差が見られた.

### 謝 辞

本数値計算を実施するにあたり、東北大学・山本悟先生 から助言を頂きました.また、JAXA/JEDIセンターの高木 亮治先生、清水太郎氏と有用な議論をさせて頂きました. この場をお借りして感謝の意を表します.

### 参考文献

- 1) JAXA 動画アーカイブス,素材番号 V-001-0019, 2007.
- 2) 北村圭一ら,「次期固体ロケット空力特性についての 数値解析」,航空宇宙技術, Vol. 10, pp. 1-10, 2011.
- 福田紘大ら、「ロケット排気プルームから発生する圧 力波の数値解析と H-IIA ロケットへの応用」,第21回 数値流体力学シンポジウム,B1-5,2007.
- 4) 堤誠司ら、「ロケットフェアリング流れにおける定 常・非定常 CFD 解析の現状」、第43回流体力学講演会 /航空宇宙数値シミュレーション技術シンポジウム2011, JSASS-2011-2078, 2011.
- 5) 山本悟ら、「飛行機雲の数値シミュレーション」、日本航空宇宙学会論文, Vol. 47 pp. 41-46, 1999.
- G. H. Schnerr, "TRANSONIC AERODYNAMICS INCLUDING STRONG EFFECTS FROM HEAT ADDITION," Computers Fluids, Vol. 22, No. 2, pp.103-116, 1993.
- 日本流体力学会,「混相流体の力学」,朝倉書店, 1991.
- 日本機械学会,「改訂 気液二相流技術ハンドブック」, コロナ社,2006.
- 9) 松尾一泰, 「圧縮性流体力学」, 理工学社, 1994.
- A. Harten *et al.*, "On upstream differencing and Godunov type methods for hyperbolic conservation laws," *SIAM Review*, Vol. 25, No.1, pp35-61, 1983.
- 牧野光雄,「航空力学の基礎」(第2版),産業図書, 1989.
- 12) J. H. ファーツィガーら、(小林敏雄 訳) 「コンピュー タによる流体力学」, p.312, 2003.
- 上迫豊志ら、「オイラー方程式に対する各種緩和法の 比較」、日本機械学会論文集 B 編、61巻582号、pp.94 -101、1995.
- 14) 佐藤大悟ら、「大気環境中における遷音速翼周り流れの数値シミュレーション」、日本機械学会論文集 B 編, 68巻671号,2002.
- 15) 川 崎 重 工 web ペ ー ジ http://www.khi.co.jp/aero/product/space/h\_2.html