

人工衛星と宇宙探査機(増補)

博士(工学)	木田	隆	
工学博士	小松	敬治	共著
工学博士	川口湾	拿一郎	

宇宙工学シリーズ 編集委員会

編集委員長	髙野	忠	(宇宙航空研究開発機構)
編集委員	狼	嘉彰	(慶應義塾大学)
(五十音順)	木田	隆	(電気通信大学)
	柴藤	羊二	(元 宇宙航空研究開発機構)

(2006年10月現在)

刊行のことば

宇宙時代といわれてから久しい。ツィオルコフスキーやゴダードのロケット から始まり,最初の人工衛星スプートニクからでも40年以上の年が経ってい る。現在では年に約100基の人工衛星用大形ロケットが打ち上げられ,軌道上 には1600個の衛星が種々のミッション(目的)のために飛び回っている。

運搬手段(ロケット)が実用になって最初に行われたのは宇宙研究である が、その後衛星通信やリモートセンシングなどの宇宙ビジネスが現れた。当初 は最小限の設備を宇宙まで運ぶのがやっとという状態であったが、現在では人 工衛星の大形化が進められ、あるいは小形機が頻繁に打ち上げられるようにな った。またスペースシャトルや宇宙基地により、有人長期ミッションが可能に なっている。さらに最近では、国際協力のもとに宇宙基地建設が進められると ともに、宇宙旅行や他天体の資源開発が現実の話題に上りつつある。これを可 能にするためには、新しい再使用型の宇宙輸送機が必要である。またそれとと もに宇宙に関する法律や保険の整備も必要となり、にわかに宇宙関係の活動領 域が広まってくる。本当の宇宙時代は、これから始まるのかもしれない。

このような宇宙活動を可能にするためには、宇宙システムを作らなければな らない。宇宙システムは「システムの中のシステム」といえるくらい、複雑か つ最適化が厳しく追求される。実に多くの基本技術から成り立ち、それを遂行 するチームは、航空宇宙工学、電子工学、材料工学などの出身者が集まって構 成される。特にミッション計画者や衛星設計者は、これらの基本技術のすべて に見識をもっている必要があるといっても過言ではない。また宇宙活動の技術 分野からいえば、ロケット、人工衛星、宇宙基地あるいは宇宙計測・航法のよ うな基盤技術と、衛星通信やリモートセンシング、無重力利用などのような応 用分野とに分けることもできる。この宇宙システムを利用するためにも、幅広 *ii* 刊行のことば

い知識・技術が必要となる。

本「宇宙工学シリーズ」は、このような幅広い宇宙の基本技術を各分冊に分 けて網羅しようというものである。しかも各分野の最前線で活躍している専門 家により、執筆されている。これまでわが国では、個々の技術書・解説書は多 く書かれているが、このように技術・理論の観点から宇宙工学全体を記述する 企画はいまだない。さらに言えば世界的にも前例がほとんど見当たらない。

これから,ロケットや人工衛星を作って宇宙に飛ばしたい人,それらを使っ て通信やリモートセンシングなどを行いたい人,宇宙そのものを研究したい 人,あるいは宇宙に行きたい人など,おのおのの立場で各分冊を見ていただき たい。そして,そのような意欲的な学生や専門技術者,システム設計者の方々 の役に立つことを願っている。

2000年7月

編集委員長 高野 忠

まえがき

宇宙開発は20世紀の初頭にパイオニア的な科学者たちのグループによって 始められて以来,1世紀の間に目をみはるような発展を遂げた。今日では地球 を周回する人工衛星が放送・通信・気象予報・地球観測など日常の生活に不可 欠なものとなっている。また月・惑星への探査機が多くの新しい科学情報をも たらし,宇宙ステーションが軌道上に建設されるなどその話題は枚挙に暇がな い。

本書は宇宙開発の重要な要素である人工衛星と宇宙探査機の設計・開発に関 する工学の教科書として準備されたものである。ところが、人工衛星・宇宙探 査機は多くの隣接する工学分野の知識が集積されている複雑なシステムであ り、計画・設計・開発・試験・打上げ・運用の長期間にわたるさまざまなフェ ーズを通して実現されるものである。そのため限られた紙数の中ですべてを網 羅的に概説すると内容が浅くなり効果的ではなくなる。また専門家向けに単一 の分野だけを扱うものでは広い実用性の要求には応えられない。

そこで本書はつぎのように構成することにした。まず1章で軌道や打上げロ ケットについての基礎的な知識をわかりやすい例題とともに示す。2章でシス テム設計について述べ、衛星・探査機を構成するサブシステムを概観する。そ して3章、4章および5章では主要なサブシステム技術である構造設計・軌道 計画・姿勢制御の3分野に論点を絞って詳細に議論する。この三つの章では基 礎原理からていねいに説き起こしてその論理的な積み上げの上に現状の技術を 理解できるように努めたこと、そしてそれを発展させて類書にはない新しい技 術と理論について紹介していることが特徴である。

特に,有限要素法,部分構造法による衛星の構造解析,衛星コンステレーション軌道,惑星間飛行の計算法,GPSによる軌道および姿勢決定,衛星の安

定性と制御系設計法などについて従来扱われていなかった実用性の高い先端的 な事柄を詳細に解説した。これらは学部学生・大学院生ばかりでなく宇宙開発 に携わる技術者にも役立つであろうと考えている。また主要な問題については 例題を設け、それらを解くために用いた計算機 CAD ソフト(MATLAB[†]) のソースコードを巻末に掲載して理解を助けるとともに、実際の問題にも適用 できるように配慮した。

本書は3人の共同で執筆された。それぞれの章の執筆担当は1章(小松・木田),2章および3章(小松),4章(川口),5章(木田)である。出版が実現するまでには多くの方々のあたたかいご協力をいただいた。末筆ながら心より感謝したい。もし内容についてご注意,ご意見などを賜ることができれば筆者らの望外の幸せである。

2001年8月

著 者

増補にあたって

人工衛星の構造強度に関して,前版までは有限要素法による解析についてお もに記述した。今回の増補では,新たに6章を設けて,衛星のサブシステムや 搭載機器に課せられるロケット打上げ時の耐環境性のための検証試験について 説明を加えた。この加筆が,構造設計の関係者だけでなく,多くのミッション 搭載機器の開発担当者にも有用であることを期待している。執筆は小松が担当 した。このたびの増補の出版に際しては,コロナ社はじめ多くの方々にお世話 になった。心よりお礼申し上げる。

2022年9月

著 者

[↑] MATLAB は The Mathworks, Inc.社の登録商標である。

1. 衛星と宇宙探査機の概要

機	宙格	1.1
)軌道	音機の軌 道	1.2
げ7	上位	1.3
構 成	星の構成	1.4
査機の実例 ······ <i>12</i>	と探査機の	1.5

2. 衛星と宇宙探査機システムの設計

2.1 椲	構造サス	ブシス	テム・		14
2.1.1	構造	設計の	概要		14
2.1.2	2 衛星	にかか	る荷重	<u>i</u>	15
2.1.3	3 構		体		19
2.1.4	材		料		20
2.1.5	5 寸差	去のき	夬 定		24
2.1.6	;展界	利構 注	告 物		?5
2.2 電	這 源系	ナブシ	ステム		26
2.2.1	電		池		28
2.2.2	2 食 (り計り	算 法		29
2.2.3	3 太	陽電	池	å	33
2.2.4	4 燃	料電	1 池	······á	35
2.3 素	制御	系サブ	システ	د	35

	目	vi _
	熱放射…	2.3.1
	放射による熱移動	2.3.2
49	熱伝導による熱移動	2.3.3
56	対 流…	2.3.4
56	ヒータとクーラ …	2.3.5
51	衛星の熱制御例 …	2.3.6
	進系サブシステム …	2.4 推进

3. 衛星の構造解析

3.1	モード解析	$\cdot 55$
3.2	有限要素法プログラム	· 59
3.3	有効モード質量	·64
3.4	部 分 構 造 法	• <i>6</i> 8
3.5	衛星のダイナミックモデル	· 75

4. 軌道計画の決定とその運用

4.1	軌	首運動の	基礎 …				 	· <i>82</i>
4	.1.1	二 体	問題				 	· <i>82</i>
4	.1.2	二体問題	夏に関す	る力学的な	性質		 	·84
4	.1.3	ケプラー	- 6 要素	(軌道要素)		 	·86
4	.1.4	ケプラー	- 方程式				 	·88
4	.1.5	カルテミ	レアン要	素からケプ	ラー要素へ		 	·88
4	.1.6	ケプラー	-要素か	らカルテシ	アン要素を	求める …	 	·89
4	.1.7	軌 道	移行				 	· 95
4	.1.8	ヒルのフ	ち程式(円軌道上で	のランデブ・	_)	 	·97
4.2	衛	星コンス	テレー	ション …			 1	102
4	.2.1	開発の	り歴史				 	102

		目次	vii
	4.2.2	コンステレーションの軌道設計	103
	4.2.3	航法精度評価	···112
	4.2.4	最近のコンステレーション検討方向	116
4	.3 惑星	星間飛行の計算法	117
	4.3.1	ランベルトの定理	117
	4.3.2	ランベルト問題の具体的な解法	··· <i>123</i>
	4.3.3	地球出発時の幾何学的関係と出発双曲線軌道、パーキング軌道の	
		計算法	$\cdots 124$
	4.3.4	脱出軌道投入時のケプラー6要素計算法	··· <i>128</i>
	4.3.5	目標惑星到着時の軌道関係式	··· <i>129</i>
	4.3.6	スイングバイ	··· <i>131</i>
4	.4 軌	道 決 定	··· <i>139</i>
	4.4.1	軌道誤差(変分)の伝搬	···140
	4.4.2	条件付き確率(期待値)	$\cdots 142$
	4.4.3	確率過程とカルマンフィルタ	$\cdots 145$
	4.4.4	推定共分散の最小化とカルマンフィルタ	··· <i>146</i>
	4.4.5	最小2乗推定とバッチシーケンシャル法	··· <i>148</i>
	4.4.6	電波による観測情報―距離と距離変化率	150
	4.4.7	1パス内の距離,距離変化率計測による軌道推定の精度	$\cdots 153$
	4.4.8	軌道決定誤差の解析的評価	···156

5. 人工衛星の姿勢制御

5.1 姿勢運動の基礎
5.1.1 姿勢の表現
5.1.2 キネマティックス
5.1.3 ダイナミックス
5.2 外乱トルク
5.3 姿勢の安定化
5.3.1 スピン衛星

viii	目	次

5.3.2	重力安定化衛星 ······195
5.4 姿	勢 決 定
5.4.1	光 学 セ ン サ
5.4.2	慣性センサ
5.4.3	姿勢決定アルゴリズム
5.5 姿	勢の制御
5.5.1	制御系の構成
5.5.2	ホイールによる制御 ······211
5.5.3	CMGによる制御
5.5.4	ガスジェットによる制御

6. 搭載機器の環境耐性と試験による検証

6.1	衛	星の	開発言	十画 と	:試験	シモデ	`ル・・		••••	••••	••••	• • • • •	••••	••••		··· <i>226</i>
6.2	荷	重(の 設	定·	•••••	•••••		•••••	•••••		••••	• • • • •		••••	••••	·· <i>228</i>
6.3	衛	星に調	課せら	られる	る構造	試験	· · · · ·		• • • • •	••••			••••	••••	• • • • • •	··· <i>230</i>
6.4	正列	玄波打	辰動詞	試験・	•••••	•••••	•••••	•••••	•••••		••••	•••••		••••	••••	·· <i>231</i>
6.	4.1	正弦	波振	動試験	験の条	件・		•••••	••••		••••	• • • • •	••••	••••		· <i>··231</i>
6.	4.2	結合	解析	によ	る加速	度荷	重の泪	夬定・	••••	•••••	• • • • • •	••••	••••	••••	••••	··· <i>233</i>
6.	4.3	剛性	条件	の緩和	们	• • • • • •	••••	••••	••••		• • • • •	• • • • •	••••	• • • • •		· · 234
6.5	音	響	荷	重·	•••••	•••••	••••	• • • • • •	•••••	• • • • • •	• • • • •	• • • • •		•••••	••••	·· <i>235</i>
6.6	衝	擊	荷	重・		•••••		• • • • • •	•••••			•••••		••••	••••	· · 236
付			録			•••••						•••••		•••••		··· <i>239</i>
略	語	Ŧ	集		•••••	•••••						•••••		•••••		265
参	考	文	献	•••••		•••••			•••••		•••••	•••••	•••••	•••••		··· <i>266</i>
索			引	•••••		•••••		•••••	•••••		•••••	••••		••••		272



本章では後の章への導入のために,例題とともに人工衛星と宇宙探査機の 構成・打上げ・軌道について概要を述べる。

1.1 宇 宙 機

宇宙空間を飛行する人工物体を宇宙機(スペースクラフト, spacecraft)という。狭義には人工衛星と月・惑星探査機,有人飛行体を意味する。広義にはロケットとスペースシャトルの打上げ機(launch vehicle)も含める。ここで宇宙空間とは普通空気のほとんどなくなる100 km 高度以上の空間をいう。

人工衛星(artificial satellite)は地球のまわりを周回する物体であり、これ までに5000個あまりの人工衛星が打ち上げられてきた。そのうち3000個が 旧ソ連,1500個が米国,そして80個が日本の衛星である。探査機は地球を周 回せず,地球の重力圏を離れて月または惑星の科学探査をすることが目的であ り、これまでに約80個が打ち上げられている。衛星の寿命は長くて10年,短 くて1~2年であり,現在毎年200個程度の衛星が打ち上げられている。

1.2 宇宙機の軌道

衛星の計画においては、まず衛星のミッション(目的)にそって軌道が設定 される。地球を周回する衛星の最も高い軌道は高度 36 000 km の静止軌道で

2 1. 衛星と宇宙探査機の概要

ある。通信衛星や放送衛星などの地上から見て静止していなければならない衛 星は赤道上の静止軌道になければならない。静止軌道上には電波の干渉を避け るため2度おき程度にしか衛星を打ち上げられないので,最大でも全周で180 個程度の衛星しか存在できない。静止衛星のつぎに高い軌道を利用する衛星と して GPS (global positioning system)衛星がある。これは高度20000 km の軌道を利用している。

一方,地球の観測を目的とする衛星は低い高度の軌道に乗せて地球を近くか ら観測する必要がある。低軌道衛星は薄い大気で減速されて地球に落下しやす い。それを防ぐために搭載燃料の消費が多くなることや,軌道周期が数時間の ため充放電の繰返しによる電源系統の劣化が激しいことなどのために寿命は数 年と短い傾向にある。しかし最近では,静止高度では通信に時間遅れがある (直線距離でも 36 000 km×往復 2÷光速 300 000 km/s=0.2 秒以上,実際は 3 個の静止衛星で地球上の地点を結ぶ)ため,低軌道が実時間の通信用途に使わ れるようになっている。例えば,イリジウムのように 780 km の低高度の円軌 道に 66 個の衛星を上げてつねにどれかの衛星が頭上にくる通信システムも実 用になってきている。軌道をさらに高度 500 km に下げた低軌道は,宇宙ステ ーションのような有人宇宙機で利用されている。また宇宙探査機は地球重力か ら脱出して月・惑星へ飛行するものである。

つぎに人工衛星の軌道運動の概略を述べよう。そのために簡単な例で軌道高 度と衛星の飛行速度の関係を求めてみよう。

【**例題 1.1**】 高度 *H* が 200 km の円軌道での衛星の速度 *v* と周期 *T* を求めよ。

(解答) 衛星はその遠心力と地球との重力で釣り合っている。地球の半径をR = 6378 km, 質量を $M = 5.974 \times 10^{24}$ kg, 万有引力定数を $G = 6.673 \times 10^{-20}$ km³/(kg·s²), 衛星の質量をm, 軌道高度をHとすると, 釣合いの式は

$$\frac{mMG}{(R+H)^2} = m\frac{v^2}{R+H}$$

であるので、衛星の速度 v と軌道周期 T は

$$v = \sqrt{\frac{MG}{R+H}} = \sqrt{\frac{3.9865 \times 10^5}{6378 + 200}} = 7.78 \text{ km/s}$$
$$T = \frac{2\pi}{\omega} = \frac{2\pi}{v}(R+H) = 5309 \text{ s} = 88 \text{ min}$$
と計算できる。ここに ω は角速度である。

低い高度の衛星はロケットにより直接軌道に投入されるが、中高度以上の軌 道に衛星を投入する場合には図1.1に示すような打上げ法を使う。まず1段ロ ケットで高度100kmから200km程度の低高度軌道に投入し、そこから2段 ロケットにより楕円軌道に移す。楕円の遠地点(アポジ点,apogee)におい て、例えば高度36000kmの進行方向に増速するように衛星のアポジモータ を点火して静止軌道に投入する。このような二つの円軌道の近地点(ペリジ 点、perigee)と遠地点を通る楕円軌道をホーマン遷移軌道(Hohmann transfer orbit)と呼び、エネルギー最小の軌道投入法であることが知られている。 ただし、これは最短時間の軌道ではない。小さいほうの円軌道を待機軌道 (parking orbit)という。



【**例題1.2**】 静止軌道の高度 *H* を求める問題を考えよ。

(**解答**) 周期 *T* を地球の自転周期の 24 (厳密には 23.934 4) 時間とすると,必要 速度 *v* について解いて

$$v = \frac{2\pi(R+H)}{T} = \sqrt{\frac{MG}{R+H}}$$

4 1. 衛星と宇宙探査機の概要

$$(R + H)^{3} = \frac{MGT^{2}}{4\pi^{2}} = \frac{3.9865 \times 10^{5} \times (23.9344 \times 3600)^{2}}{4\pi^{2}} = 42\,166^{3}$$

H = 42 166 - 6 378 = 35 788 km
これが静止高度である。また、このときの衛星の飛行速度は次式となる。
 $v = \sqrt{\frac{3.9865 \times 10^{5}}{42\,166}} = 3.07 \,\mathrm{km/s}$

つぎに軌道面にある衛星の運動を考えてみよう(1)†。そのために地球中心を 原点にした図1.2のような極座標系 (r, θ)を考える。r 方向と θ 方向の単 位ベクトルをそれぞれ e_r , e_{θ} としてまず速度 **v**を求める。ドットで時間 *t* に関しての微分 を表すと $\boldsymbol{v} = \frac{d\boldsymbol{r}}{dt} = \frac{d}{dt}(r\boldsymbol{e}_r) = \dot{r}\boldsymbol{e}_r + r\frac{d\boldsymbol{e}_r}{dt}$

ここに

$$\frac{d\boldsymbol{e}_r}{dt} = \dot{ heta} \boldsymbol{e}_{ heta}, \qquad \frac{d\boldsymbol{e}_{ heta}}{dt} = -\dot{ heta} \boldsymbol{e}_r$$

であることを考慮すれば、加速度 a は

$$\boldsymbol{a} = \frac{d\boldsymbol{v}}{dt} = (\ddot{r} - r\dot{\theta}^2)\boldsymbol{e}_r + (2\dot{r}\dot{\theta} + r\ddot{\theta})\boldsymbol{e}_{\theta}$$

となる。衛星には引力が作用するので、つぎの運動方程式が得られる。

$$m\boldsymbol{a} = -\frac{mMG}{r^2}\boldsymbol{e}_r$$

この式を半径方向 e, と角度方向 e, について表現すると

$$\ddot{r} - r\dot{\theta}^2 = -\frac{\mu}{r^2}$$
(1.1)

$$r\ddot{\theta} + 2\,\dot{r}\dot{\theta} = 0\tag{1.2}$$

となる。ここで *µ* = *MG* とした。これより、つぎの二つの保存則を導くこと ができる。まず、式(1.2)は次式と等価である。

$$\frac{1}{r}\frac{d}{dt}(r^2\dot{\theta}) = 0$$

したがって、角運動量保存則

↑ 肩付数字は巻末の参考文献番号を示す。



図1.2 極座標系での運動

$$r^2 \dot{\theta} = h$$
 (1.3)
を得る。ただし, h は衛星が持つ単位質量当りの角運動量である。つぎに式(1.3)
より $\dot{\theta} = h/r^2$ を式(1.1)に代入すると

$$\dot{r}\frac{d\dot{r}}{dr}-\frac{h^2}{r^3}=-\frac{\mu}{r^2}$$

が得られ、これをrについて積分すると

$$\frac{\dot{r}^2}{2} + \frac{h^2}{2r^2} = \frac{\mu}{r} + E \tag{1.4}$$

人工衛星の速度 v の平方が

$$v^2 = \dot{r}^2 + r^2 \dot{\theta}^2 = \dot{r}^2 + \frac{h^2}{r^2}$$

であることから, 式(1.4)は

$$\frac{v^2}{2} - \frac{\mu}{r} = E \tag{1.5}$$

となる。左辺の二つの項は、それぞれ、人工衛星の単位質量当りの運動エネル ギーとポテンシャルエネルギーであり、式(1.5)は力学系のエネルギー保存則 として知られている。

さて, つぎに衛星の軌道の形状を求めてみよう。そのために, 式(1.1), (1.2) から独立変数 *t* を消去する。まず

$$\dot{r} = \frac{dr}{d\theta}\dot{\theta} = \frac{h}{r^2}\frac{dr}{d\theta} = -h\frac{d}{d\theta}\left(\frac{1}{r}\right)$$

に注意して、新たな変数u = 1/rを定義する⁽²⁾。

$$\dot{r} = -h\frac{du}{d\theta}$$
$$\dot{r} = -h\frac{d^2u}{d\theta^2}\dot{\theta} = -h^2u^2\frac{d^2u}{d\theta^2}$$

これより、式(1.1)は

$$\frac{d^2u}{d\theta^2} + u = \frac{\mu}{h^2}$$

となり、つぎの一般解が得られる。

$$u = \frac{\mu}{h^2} + C\cos(\theta - \theta_0) \tag{1.6}$$

式(1.6)の二つの未知定数のうち、近地点(uが最大)を偏角の基準とすれば $\theta_0 = 0$ となる。つぎに、式(1.5)の $v \in u$ で表現すると

索

引

【あ】

アウトガス	23
アナログ太陽センサ	200
アポジ点	3
アポジモータ	52
アルベド 36,	202
アルミ蒸着カプトン	46
安全係数	229
安全余裕 24,	229
安全率	229
アンローディング 53,	224

[יי]

イオンエンジン	52
一次構造	19
一次電池	28
位置的 DOP	112
イリジウム	2
インフレータブル構造	26

【う】

受入試験	227
打上げ機	1
宇宙機	1

【え】

衛星コンステレーショ	ン
	102
エッジトラッカ型地球	
センサ	202
エンジニアリングモデ	ル
	226
円錐運動	182
遠地点	3

【お】	
オイラー角	166
オイラーの方程式	179
オイラーパラメータ	176
オメガパターン	105
【か】	
ガウス分布	143
角運動量	178
角速度ベクトル	172
確率密度関数	143
火工品	236
ガス加圧式	53
ガスジェットシステム	52
ガスジェット装置	221
カップリングベクトル	78
ガリウムヒ素	33
カルテシアン要素	88
カルマンフィルタ	145
慣性座標系	168
慣性主軸座標系	179
慣性テンソル	76
慣性モーメント	179
【き】	

幾何剛性行列	75
幾何的 DOP	112
機体座標系	170
軌道傾斜角	170
軌道座標系	170
軌道面座標系	168
軌道要素	86
擬似距離	112

擬似微分モジュレー	タ
	224
キネマティックス	171
基本設計	227
吸収率	38
共重心点	84
共分散	143
――の伝搬則	148
鏡面精度	26
行列ノルム	143
行列表現	164
距離	140
距離変化率	140
銀蒸着テフロン	46
近地点	3,168
近地点引数	170
近点引数	89

[<]

空力トルク	184
クオータニオン	176
グリニッジ平均恒星時	94
クリアランス解析	25

【け】

形態係数	39
傾斜角	87
結合解析	233
ケプラー方程式	88
ケプラー要素	88
ケプラー6要素	86
原子状酸素	47
【こ】	

更新ルール

148

構造減衰係数	57
構 体	19
剛性条件	232
剛体モード	65
降伏荷重 24,	229
黒 体	38
コーティング	46
固有振動特性	56
コンステレーション	102
コントロールモーメン	\mathbb{P}
ジャイロ	218
【さ】	
最小2乗推定	148
最適レギュレータ	217
最尤推定值	144
座屈	21
座屈解析	75
作動温度範囲	35
サーマルシールド	39
3インパルス移行	96
サンドイッチ構造	19
【し】	
シグマパターン	105
指向精度	26
シフティング	58
ジャイロコンパス	207
シャッタ	47
シャント回路	34
終局荷重 24,	229
集中質量行列	60
重力安定化	195
重力傾度トルク	185
春分点	89
衝撃応答スペクトル	236
条件付き確率 142,	143
昇交点経度	87
昇交点赤経	170
詳細設計	227

状態推定器	217
衝突パラメータ	129
食	29
シリコン電池	34
真近点離角 8	87,170
人工衛星	1
振動加速度	16
【す】	
スイングバイ	131
スキャン型地球セン	Ψ
	201
進み補償	216
ステファン-ボルツマ	マン
の式	38
スピン運動	192
スピン衛星	189
スピン速度	181
スペースクラフト	1
スラスタ	53
スラスタ スロッシング	53 54
スラスタ スロッシング 【せ, そ】	53 54
スラスタ スロッシング 【せ,そ】 正規化	53 54 65
スラスタ スロッシング 【せ,そ】 正規化 制限荷重 2	53 54 65 24,228
スラスタ スロッシング 【せ,そ】 正規化 制限荷重 整合質量行列	53 54 65 24,228 60
スラスタ スロッシング 【せ,そ】 正規化 制限荷重 2 整合質量行列 静止軌道	53 54 65 24,228 60 2
スラスタ スロッシング 【せ, そ】 正規化 制限荷重 2 整合質量行列 静止軌道 静的加速度	53 54 65 24,228 60 2 15
スラスタ スロッシング 【せ,そ】 正規化 制限荷重 2 整合質量行列 静止軌道 静的加速度 静的縮約	53 54 65 24,228 60 2 15 70
スラスタ スロッシング 【せ, そ】 正規化 制限荷重 2 整合質量行列 静止軌道 静的加速度 静的縮約 精度劣化指標 10	53 54 65 64,228 60 2 15 70 03,112
スラスタ スロッシング 【せ, そ】 正規化 制限荷重 2 整合質量行列 静止軌道 静的加速度 静的縮約 精度劣化指標 10 赤 緯	53 54 65 64,228 60 2 15 70 93,112 150
スラスタ スロッシング 【せ, そ】 正規化 制限荷重 2 整合質量行列 静止軌道 静的加速度 静的縮約 精度劣化指標 10 赤 緯 赤外放射率	53 54 65 24,228 60 2 15 70 03,112 150 38
スラスタ スロッシング 【せ, そ】 正規化 制限荷重 2 整合質量行列 静此軌道 静的加速度 静的縮約 精度劣化指標 10 赤<	53 54 65 24,228 60 2 15 70 03,112 150 38 204
スラスタ スロッシング 【せ,そ】 正規化 制限荷重 2 整合質量行列 静止軌道 静的縮約 精度劣化指標 10 赤 緯 赤外放射率 積分ジャイロ 設計荷重	53 54 65 24,228 60 2 15 70 03,112 150 38 204 228
スラスタ スロッシング 【せ, そ】 正規化 制限荷重 2 整合質量行列 静止軌道 静的縮約 精度劣化指標 10 赤外放射率 積分ジャイロ 設計荷重 設計係数	53 54 65 64,228 60 2 15 70 3,112 150 38 204 228 229
スラスタ スロッシング 【せ,そ】 正規化 制限荷重 2 整合質量行列 静此軌道 静的縮約 精度劣化指標 10 赤外放射率 積分ジャイロ 設計係数 ゼロモーメンタム衛	53 54 65 64,228 60 2 15 70 03,112 150 38 204 228 229 星
スラスタ スロッシング 【せ, そ】 正規化 制限荷重 2 整合質量行列 静的加速度 静的的縮約 精度劣化指標 10 赤 綿 茶外放射率 積分ジャイロ 設計係数 ゼロモーメンタム衛	53 54 65 24,228 60 2 15 70 03,112 150 38 204 228 229 星 225
スラスタ スロッシング 【せ,そ】 正規化 制限荷重 2 整合質量行列 静的加速度 静的縮約 精度劣化指標 10 赤外放射率 積分ジャイロ 設計係数 ゼロモーメンタム衛 ゾーン覆域	53 54 65 24,228 60 2 15 70 03,112 150 38 204 228 229 星 215 104

【た】

第1宇宙速度	7
待機軌道	3
第2宇宙速度	7
太陽光の吸収率	38
太陽光放射	142
太陽センサ	200
太陽電池	33
太陽電池パドル	34
太陽輻射圧トルク	186
多層インシュレーショ	ョン
	47
ターボポンプ式	53
弾性モード	65
断 熱	36
断熱ブランケット	47
【ち】	
地球センサ	201
地磁気トルク	187
チューンドドライ	107
ジャイロ	204
直交性	65
ディジタル太陽センサ	+
	200
デブラ・デルプの安定	È
領域	197
デブリ	26
デルタパターン	105
展開衝撃	236
伝道パッド	49

【と】

凍結軌道
 116
 特異点
 219,221
 ドップラー周波数偏移
 140

索

引 273

274	索		
トラス構造		25	パラ
	【な】		
+ +		1.50	バル
南 中		150	181
	【に】		771
2インパル	/ス移行	96	パル
二次鏡面		46	パワ
二次構造		19	
2次推進シ	/ステム	52	半長
二次電池		28	半直
二体問題		82	
ニッケルス	1ドミウム	電池	
		28	比強
ニッケルオ	、素電池	28	飛行
ニューテー	-ション運	動	比剛
		192	ひず
ニューテー	-ション角	182	比弹
ニューテー	-ションダ	ンパ	ヒー
		194	表面
認定試験		227	ヒル
	【ね】		比例
熱グリーフ	ζ.	49	
熱・構造モ	ミデル	228	フィ
熱膨張		23	覆域
燃料電池		35	不動
	١٣١		フラ
			フラ
ノッチンク	ř.	234	プラ
	[/+]		プリ
	[19]		ブレ
バイアスモ	ニーメンタ	4	
衛星		212	プロ
灰色体		38	プロ
パーキング	"軌道	124	プロ
バッチシー	-ケンシャ	ル法	
		142	分流
パッチドコ	1ニックス	121	

弓	
パラメトリゼーション	
	166
パルス幅周波数モジュ	
レータ	224
パルス幅モジュレータ	
	223
パルスモジュレータ	222
バワードスインクバイ	100
	132
干反軸住	88
十世弦	87
【ひ】	
比強度	20
飛行径路角	90
比剛性	20
ひずみ対称行列 77	, 165
比弾性	20
ヒートパイプ	49
表面張力型	54
ヒルの方程式 9	7,99
比例減衰	58
آله]	
フィードバック制御	211
覆域の幅	107
不動点	83
フライトアジマス	125
フライトモデル	227
プラズマエンジン	52
プリプレグ	21
ブレッドボードモデル	<i>.</i>
	226
プロトタイプモデル	227
プロトフライト試験	227
フロトフライトモデル	00-
パンナロル	227
分流凹路	34

[^]

平均運動	87
平均近点離角	87
ベイズの定理	143
ベクトル配列	164
ペリジ点	3

【ほ】

ポアソンのキネマティ	ック
ス方程式	173
方向余弦行列	165
放射伝熱	37
放射フィン	47
放射率	38
放電深度	28
放熱器	37
ポゴ	16
ホーマン移行	95
ホーマン遷移軌道	3

【み】

ミッションパネル 235

【め,も】

メコ	15
モーダルサーベイ	231
モーダルパラメータ	57
モーダルモデル	57
モード解析	56
モード減衰	57
モード減衰比	57
モード剛性	57
モード合成法	68
モード座標系	56
モード質量	57
モード質量法	57
モーメンタムホイー	- ル
	53,212

			11-27	弓	275
モーメンタ	ムマネージ	ライブレーションダ	ンパ	力学的エネルギ-	-の保存則
メント	221		199		85
	141	ラグランジュの安定	領域	リコンディショニ	ニング 29
	[שיו]		197	離心近点角	88
有効質量比	65	ラジオアイソトープ	電池	離心率	87
有効モード	質量 18,64		27	リッカチ方程式	153
1	【よ】	ラジエータ	37	[3]	
국(世리리)	007	ラーメン構造	25		17
 才 俪 設 計	221	フンベルトの定理	117	<i>n</i> - <i>n</i>	47
I	(6)	[り]		【れ】	
ライブレー	ション 197	リアクションホイー	ル	レイリー減衰	58
		5	3,212	レートジャイロ	203
		>		>	
	7			[ad]	
	A	(F)			
AT	227	FEM	59	MATLAB	59
	[B]	FM	227	MECO	15
		[G]		MLI	47
B-平面	129			M. S.	24
BBM	226	GDOP	112	MW	212
	(C)	Guyan's reduction	70	[0]	
CERP	20	GLOBALSTAK	102	0-0	152
CMG	218	GMST	102 9/	ORBCOM	102
Graig-Bami	oton の方法	GPS	102	OSR	46
	68	GPS 衛星	2	· · · · ·	
CVCM	23	[+]		[P]	
	[D]	[1]		PD 制御	214
	[D]	IRIDIUM	102	PDOP	112
DOD	28	[K]		PFM	227
DOP	103			PM	227
DRM	224	Kelvin · Tait · Chetae	V	POGO	16
	(E)	の定理	198	PWM	223
	100	[L]		PWPFM	224
ellipsu fm	102 227	 Liking の古法	75	[Q]	
17171	221		75	0値	58
					227
					,

276 索					
[R]		[S]		TML	23
RCS	221	SKYBRIDGE	102	[พ	V]
Rider の極軌道コンステ		SOC	103	Walker コンス	、テレー
レーション	107	SRS	236	ション	102,103
RTG	28	STM	228		
RW	212	[T]		+ R (- R) k + V (- V) 1	bar 接近 99 bar 接近 99
		TDG	204		

木田隆	蚤(きだ たかし)
1973 年	東京大学工学部計数工学科卒業
1973 年	航空宇宙技術研究所勤務
1994 年	博士(工学)(東京大学)
1996 年	電気通信大学教授
2015 年	電気通信大学名誉教授

- 小松 敬治(こまつ けいじ)
 1972年 東京大学工学部航空学科卒業
 1972年 航空宇宙技術研究所勤務
 1983年 工学博士(東京大学)
 2003年 宇宙航空研究開発機構教授
 2010年 東京大学大学院教授(兼務)
- 2015年 宇宙航空研究開発機構名誉教授
- 川口 淳一郎 (かわぐち じゅんいちろう)
- 1978 年 京都大学工学部機械工学科卒業
- 1983年 東京大学大学院工学系研究科博士課程修了
- (航空学専攻),工学博士
- 1983年 宇宙科学研究所勤務
- 2000年 宇宙科学研究所教授
- 2003年 宇宙航空研究開発機構教授
- 2011年 宇宙航空研究開発機構シニアフェロー
- 2021年 東北大学大学院特任教授
- 2021年 宇宙航空研究開発機構名誉教授
- 2022年 オーストラリア国立大学教授 現在に至る

人工衛星と宇宙探査機(増補)

Spacecraft Design Technology (Enlarged Edition)

© Kida, Komatsu, Kawaguchi 2001, 2022

(新井)

2001 年 9 月 28 日 初版第 1 刷発行 2022 年 11 月 30 日 初版第 6 刷発行(増補)

	著	者	木	田			隆
検印省略			小	松	敬		治
			Л		淳		郎
	発 行	者	株式:	会社	コロ	ーナ	社
			代 表	そ者	牛ォ	ミ真	也
	印 刷	所	壮 光	舎印	刷株 5	式会	社
	製 本	所	牧製	本印	刷株 5	式会	社
-	112-	0011	東京者	『文京	区千石	4-46	-10
	発彳	亍所	株式会	社 =		ナ	社
	CO	RON	A PUBI	JISHIN	IG CO.,	LTI	D.
			Toky	zo Japa	an		
	振替(0140-	8-14844	•電話(()3)3941·	-3131	.(代)
	ホーム	ページ	> https	://wwv	w.coron	asha	.co.jp

ISBN 978-4-339-01231-6 C3353 Printed in Japan

E SPA

ICOPY <出版者著作権管理機構 委託出版物> 本書の無断複製は著作権法上での例外を除き禁じられています。複製される場合は、そのつど事前に、 出版者著作権管理機構(電話 03-5244-5088, FAX 03-5244-5089, e-mail: info@jcopy.or.jp)の許諾を 得てください。

本書のコピー,スキャン,デジタル化等の無断複製・転載は著作権法上での例外を除き禁じられています。 購入者以外の第三者による本書の電子データ化及び電子書籍化は,いかなる場合も認めていません。 落丁・乱丁はお取替えいたします。