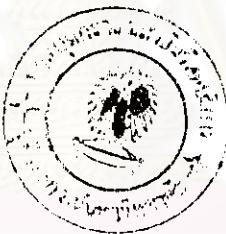


การวิเคราะห์ผลการวัดรังสีค่าสมมิที่ปล่อยจากการประทุที่คงอาทิตย์
ซึ่งได้จากยานอวกาศ helyayเครื่อง

นายวิวัฒน์ ยังดี



วิทยานิพนธ์นี้เป็นส่วนหนึ่งของการศึกษาตามหลักสูตรปริญญาวิทยาศาสตรมหาบัณฑิต

ภาควิชาฟิสิกส์

บัณฑิตวิทยาลัย จุฬาลงกรณ์มหาวิทยาลัย

ปีการศึกษา 2539

ISBN 974-636-483-9

ลิขสิทธิ์ของบัณฑิตวิทยาลัย จุฬาลงกรณ์มหาวิทยาลัย

**ANALYSIS OF MULTISPACECRAFT MEASUREMENTS
OF COSMIC RAY EMISSION FROM SOLAR FLARES**

Mr. Wiwat Youngdee

A Thesis Submitted in Partial Fulfillment of the Requirements
for the Degree of Master of Science

Department of Physics

Graduate School

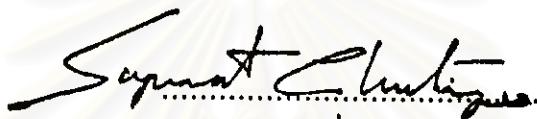
Chulalongkorn University

Academic Year 1996

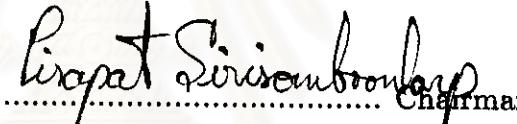
ISBN 974-636-483-9

Thesis Title Analysis of Multispacecraft Measurements of Cosmic
Ray Emission from Solar Flares
By Mr Wiwat Youngdee
Department Physics
Thesis Advisor David Ruffolo, Ph.D.

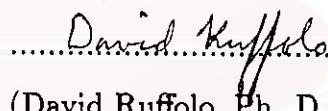
Accepted by the Graduate School, Chulalongkorn University in Partial
Fulfillment of the Requirements for the Degree of Master of Science.



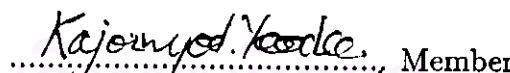
Supawat Chutivongse, Dean of Graduate School
(Professor Supawat Chutivongse, M.D.)

Thesis Committee 

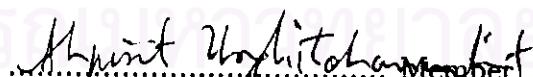
Pirapat Sirisomboonlarp, Chairman
(Assistant Professor Pirapat Sirisomboonlarp, Ph. D.)



David Ruffolo, Thesis Advisor
(David Ruffolo, Ph. D.)



Kajornyod Yoodee, Member
(Assistant Professor Kajornyod Yoodee, Ph. D.)



Ahpisit Ungkitchanukit, Member
(Ahpisit Ungkitchanukit, Ph.D.)

C725878 PHYSICS

MAJOR

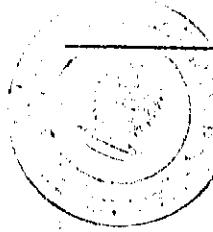
KEY WORD: INJECTION PROFILE/ COSMIC RAY

WIWAT YOUNGDEE : ANALYSIS OF MULTISPACECRAFT MEASUREMENTS OF COSMIC RAY EMISSION FROM SOLAR FLARES. THESIS ADVISOR : DAVID RUFFOLO, Ph.D. 102 pp. ISBN 974-636-483-9

A quantitative fitting technique for determining the injection profile of cosmic ray particles from the Sun has been developed. The detector measures the intensity vs. time and anisotropy vs. time near the Earth. We used the intensity data from the ISEE-3/MEH spacecraft instrument to determine the injection profile of the gradual flare of July 20, 1981, the intensity data from the ISEE-3/ULEWAT instrument and the HELIOS I and HELIOS II spacecraft to determine the injection profile of the flare of September 23, 1978, and both intensity and anisotropy data from the ISEE-3/MEH instrument to determine this for the impulsive flare of January 2, 1982. To find the injection, we assume the functional form is $f = [C/(t-t_0)]\exp[-A/(t-t_0)-(t-t_0)/B]$, and find the best-fit variables A, B, and t_0 by using the technique of conjugate direction optimization. We can find the mean free path λ , the one remaining free variable, from the best fit.

สถาบันวิทยบริการ
จุฬาลงกรณ์มหาวิทยาลัย

ภาควิชา	ฟิสิกส์	สาขาวิชาระบบทั่วไป
สาขาวิชา	ฟิสิกส์	สาขาวิชาทั่วไป
ปีการศึกษา	๕๘๒๙	สาขาวิชาทั่วไปร่วม



วิวัฒนา ขังดี : การวิเคราะห์ผลการวัดรังสีคอสมิกที่ปล่อยออกจากกระแทกของอาทิตย์ที่ดวงอาทิตย์ต่างๆ ได้จาก
บันยานอวกาศหลายเครื่อง (ANALYSIS OF MULTISPACECRAFT MEASUREMENTS OF
COSMIC RAY EMISSION FROM SOLAR FLARES) อ.ที่ปรึกษา : ดร. เศวต รูฟโพโกล,
102 หน้า ISBN 974-636-483-9

ได้มีการพัฒนาเทคนิคเชิงปริมาณสำหรับหาอัตราการปลดปล่อยของอนุภาครังสีคอสมิกจากดวงอาทิตย์ เครื่องตรวจจับไควัคความเข้มของอนุภาคต่อเวลาและแอนิโซโทรปี (anisotropy) ของอนุภาคต่อเวลาไปลงกับโลก เราใช้ข้อมูลของความเข้มจากเครื่องมือ MEH บนยานอวกาศ ISEE-3 ในการหาอัตราการปลดปล่อยรังสีคอสมิกจากการประทุแบบแกรดวล (gradual) ของวันที่ 20 กรกฎาคม ก.ศ. 1981 ใช้ข้อมูลของความเข้มจากเครื่องมือ ULEWAT บนยานอวกาศ ISEE-3 และจากยานอวกาศ HELIOS I และ HELIOS II ในการหาอัตราการปลดปล่อยจากการประทุของวันที่ 23 กันยายน ก.ศ. 1978 และใช้ข้อมูลทั้งความเข้มและแอนิโซโทรปีจากยานอวกาศ ISEE-3 ในการหาอัตราการปลดปล่อยจากการประทุแบบอิมพัลซีฟ (impulsive) ของวันที่ 2 มกราคม ก.ศ. 1982 เราให้ฟังก์ชันของการปลดปล่อยเป็น $f = [C/(t-t_0)] \exp[-A/(t-t_0)-(t-t_0)/B]$ และหาค่าตัวแปรที่ดีที่สุดสำหรับ A, B, และ t_0 โดยการใช้เทคนิคกอนจูเกตต์-โคเรกชัน อยอดีไมเซชัน (conjugate direction optimization) เราสามารถหาค่าระยะทางอิสระเฉลี่ย λ ซึ่งเป็นตัวแปรอิสระตัวหนึ่งจากผลที่ดีที่สุด

สถาบันวิทยบริการ จุฬาลงกรณ์มหาวิทยาลัย

ภาควิชา พิธี
สาขาวิชา อัตโนมัติ
ปีการศึกษา ๒๕๓๙

ตามนิยชื่อนิสิต น้องสาว วงศ์
ตามนิยชื่ออาจารย์ที่ปรึกษา ดร. ศรีวิชัย วงศ์
ตามนิยชื่ออาจารย์ที่ปรึกษาร่วม

Acknowledgements

The author wishes to thank to Dr. David Ruffolo very much for his assistance, advice, and continuous encouragement to me for working in this research as my thesis advisor, and helping me for the important data from spacecraft. I am very thankful to Dr. Wolfgang Dröge for the data from the spacecraft. I am very grateful to the Austrian-Thai Center and Computational Chemistry Unit Cell at the Department of Chemistry, Faculty of Science for allowing me to run simulations of cosmic ray transport on their UNIX computer, Mr. Songklod Riyavong for the assistance in TEX writing, and Mr. Tanin Nutaro about the UNIX advice. This work was supported by the Ratchadapisek Sompoj Fund of Chulalongkorn University and the Thailand Research Fund. I also thank the Institute for the Promotion of Teaching Science and Technology for undergraduate and graduate scholarships.

สถาบันวิทยบริการ
จุฬาลงกรณ์มหาวิทยาลัย

Table of Contents

	Page
Abstract in English	iv
Abstract in Thai	v
Acknowledgements	vi
List of Figures	ix
List of Tables	xiii
Chapter I Introduction	1
Background and Motivation	1
Summary of Related Research	3
The Objectives of This Thesis	5
Procedure and Outline of This Work	5
The Usefulness of This Work	6
Chapter II Acceleration and transport of solar cosmic rays	7
Impulsive and Gradual Flares	7
Acceleration Ideas	8
Acceleration Time Scales	10
Coronal Diffusion	10
Acceleration by Coronal Shocks	11
Interplanetary Transport	13
Effect of Interplanetary Shocks Near/Far from Earth	15

Chapter III Computational method	17
Analysis of Data from Spacecraft	17
Simulations and Variable Mean Free Path	19
Fitting Procedure for Determining the Duration of Emission . .	21
Chapter IV Fitting Results for the Solar Flares of 1981 July 20, 1982 January 2, and 1978 September 23..	26
The Flare of 1981 July 20	26
The Flare of 1982 January 2	26
Comparision between Piecewise Linear and Conjugate Direction Optimization Method	35
The Flare of 1978 September 23 (ULEWAT)	35
The Flare of 1978 September 23 (HELIOS I)	38
The Flare of 1978 September 23 (HELIOS II)	38
Chapter V Discussion and Conclusions	52
References	54
Appendix A	57
Appendix B	87
Appendix C	100
Cirriculum Vitae	102

List of Figures

Figure	Page
Figure 3.1 The chart of method to extract data from the spacecraft .	18
Figure 3.2 The chart of convolution for fitting function	23
Figure 3.3 The chart to make the best fit	25
Figure 4.1 Graph of data and simulation of intensity $\lambda=0.08$ AU for E1 flare July 20,81	28
Figure 4.2 Graph of data and simulation of anisotropy $\lambda=0.08$ AU for E1 flare July 20,81	28
Figure 4.3 Graph of data and simulation of intensity $\lambda=0.10$ AU for E2 flare July 20,81	29
Figure 4.4 Graph of data and simulation of anisotropy $\lambda=0.10$ AU for E2 flare July 20,81	29
Figure 4.5 Graph of data and simulation of intensity $\lambda=0.12$ AU for E3 flare July 20,81	30
Figure 4.6 Graph of data and simulation of anisotropy $\lambda=0.12$ AU for E3 flare July 20,81	30
Figure 4.7 Graph of data and simulation of intensity $\lambda=0.12$ AU for E45 flare July 20,81	31
Figure 4.8 Graph of data and simulation of anisotropy $\lambda=0.12$ AU for E45 flare July 20,81	31

Figure 4.9	Profile of injection for the gradual flare of 1981 July 20 in E1 and $\lambda=0.08$ AU	32
Figure 4.10	Profile of injection for the gradual flare of 1981 July 20 in E2 and $\lambda=0.10$ AU	32
Figure 4.11	Profile of injection for the gradual flare of 1981 July 20 in E3 and $\lambda=0.12$ AU	33
Figure 4.12	Profile of injection for the gradual flare of 1981 July 20 in E4 and $\lambda=0.12$ AU	33
Figure 4.13	Graph of data and simulation of intensity $\lambda=0.10$ AU for the flare July 20,1981	34
Figure 4.14	Profile of injection for the gradual flare of 1981 July 20 without energy separation and $\lambda=0.10$ AU	34
Figure 4.15	Graph of data and simulation of intensity $\lambda=0.20$ AU for the flare January 2,1982	36
Figure 4.16	Graph of data and simulation of anisotropy $\lambda=0.20$ AU for the flare January 2,1982	36
Figure 4.17	Profile of injection for the impulsive flare of 1981 July 20 with $\lambda=0.10$ AU	37
Figure 4.18	Graph of comparison FWHM between piecewise linear method and conjugate direction optimization method	37
Figure 4.19	Graph of data and simulation of intensity $\lambda=0.05$ AU for E1 flare September 23,78 (ULEWAT)	39
Figure 4.20	Profile of injection for the flare of 1978 September 23 in E1 and $\lambda=0.05$ AU	39

Figure 4.21	Graph of data and simulation of intensity $\lambda=0.08$ AU for E2 flare September 23,78 (ULEWAT)	40
Figure 4.22	Profile of injection for the flare of 1978 September 23 in E2 and $\lambda=0.08$ AU	40
Figure 4.23	Graph of data and simulation of intensity $\lambda=0.10$ AU for E3 flare September 23,78 (ULEWAT)	41
Figure 4.24	Profile of injection for the flare of 1978 September 23 in E3 and $\lambda=0.10$ AU	41
Figure 4.25	Graph of data and simulation of intensity $\lambda=0.12$ AU for E4 flare September 23,78 (ULEWAT)	42
Figure 4.26	Profile of injection for the flare of 1978 September 23 in E4 and $\lambda=0.12$ AU	42
Figure 4.27	Graph of data and simulation of intensity $\lambda=0.25$ AU for E1 flare September 23,78 (HELIOS I)	44
Figure 4.28	Profile of injection for the flare of 1978 September 23 in E1 and $\lambda=0.25$ AU (HELIOS I)	44
Figure 4.29	Graph of data and simulation of intensity $\lambda=0.25$ AU for E2 flare September 23,78 (HELIOS I)	45
Figure 4.30	Profile of injection for the flare of 1978 September 23 in E2 and $\lambda=0.25$ AU (HELIOS I)	45
Figure 4.31	Graph of data and simulation of intensity $\lambda=0.25$ AU for E3 flare September 23,78 (HELIOS I)	46
Figure 4.32	Profile of injection for the flare of 1978 September 23 in E3 and $\lambda=0.25$ AU (HELIOS I)	46

Figure 4.33	Graph of data and simulation of intensity $\lambda=0.25$ AU for E4 flare September 23,78 (HELIOS I)	47
Figure 4.34	Profile of injection for the flare of 1978 September 23 in E4 and $\lambda=0.25$ AU (HELIOS I)	47
Figure 4.35	Graph of data and simulation of intensity $\lambda=0.08$ AU for E1 flare September 23,78 (HELIOS II)	48
Figure 4.36	Profile of injection for the flare of 1978 September 23 in E1 and $\lambda=0.08$ AU (HELIOS II)	48
Figure 4.37	Graph of data and simulation of intensity $\lambda=0.10$ AU for E2 flare September 23,78 (HELIOS II)	49
Figure 4.38	Profile of injection for the flare of 1978 September 23 in E2 and $\lambda=0.10$ AU (HELIOS II)	49
Figure 4.39	Graph of data and simulation of intensity $\lambda=0.12$ AU for E3 flare September 23,78 (HELIOS II)	50
Figure 4.40	Profile of injection for the flare of 1978 September 23 in E3 and $\lambda=0.12$ AU (HELIOS II)	50
Figure 4.41	Graph of data and simulation of intensity $\lambda=0.12$ AU for E4 flare September 23,78 (HELIOS II)	51
Figure 4.42	Profile of injection for the flare of 1978 September 23 in E4 and $\lambda=0.12$ AU (HELIOS II)	51
Figure B.1	Successive minimizations along coordinate directions in a long, narrow “valley” (show as contour lines). Unless the valley is optimally oriented, this is extremely inefficient, taking many tiny steps to get to the minimum, crossing abd re-crossing the principal axis.	90

List of Tables

Table		Page
Table 2.1	Summary of the impulsive and gradual flares	8
Table 3.1	The mean free path (λ) for simulations	22
Table 4.1	Chi-square values for the gradual flare of 1981 July 20 in each energy	27
Table 4.2	Chi-square values for the gradual flare of 1981 July 20 . . .	27
Table 4.3	Chi-square values for the impulsive flare of 1982 January 2 in intensity and anisotropy \times intensity vs. time	35
Table 4.4	Comparison of the two methods by using FWHM for the flare of 1981 January 2	35
Table 4.5	Chi-square values for the flare of 1978 September 29 (ULEWAT) in each energy	38
Table 4.6	Chi-square value for the flare of 1978 September 29 (HELIOS I) in each energy	43
Table 4.7	Chi-square values for the flare of 1978 September 23 (HELIOS II) in each energy	43