Complementary Method the Conceptual Design of Space Craft Electrical Power Subsystem

M. Mirshams¹, A. Saghari^{2*} and E. Zabihian³

1, 2 and 3. Space Research Lab, Department of Aerospace Engineering, K. N. Toosi University of Technology

*Postal Code: 167653381, Tehran, IRAN

Asad.saghari@ut.ac.ir

This paper proposes a supplementary method for conceptual design of satellite electrical power subsystem(EPS). Each of represented methods for satellite electricalpower subsystemconceptual design in different references have some advantages and also disadvantages, besides in each of the methods a determined part of this subsystem has been in focused. In this research, first advantages and disadvantages of existing approaches for the conceptual design of electrical power subsystemwere reviewed, continued with combining of previous methods, improved relationships and using some of the simulation methods plus the using of statistical databases, a complementary method with more ascendency and less disadvantages in comparison with other approaches was presented. Finally, using a data from a specific satellite and the results of the statistical design, the complementary method has been validated.

Keywords: Spacecraft electrical power subsystem, Conceptual design, Solar panel, Simulation

^{1.} Associate Professor

^{2.} M. Sc. (Corresponding Author)

^{3.} PhD Student

روش تکمیلی طراحی مفهومی زیرسیستم تأمین انرژی ماهواره

مهران میرشمس'، اسد صاغری'* و احسان ذبیحیان^۳

۲ و ۳ – آزمایشگاه تحقیقات فضایی، دانشکدهٔ مهندسی هوافضا، دانشگاه صنعتی خواجه نصیرالدین طوسی

تهران، کدپستی: ۳۳۸۱ – ۱۶۷۶۵

Asad.saghari@ut.ac.ir

در این مقاله، به ارائهٔ روش تکمیلی برای طراحی زیرسیستم تأمین انرژی ماهواره پرداخته شده است. هر یک از روشهای ارائه شده در مراجع مختلف برای طراحی زیرسیستم تأمین انرژی ماهواره، دارای مزایا و معایبی هستند و در هر روش بخشی از این زیرسیستم بیشتر مورد توجه و دقت بوده است. در تحقیق انجام گرفته، ابتدا، با بررسی روشهای موجود برای طراحی زیرسیستم تأمین انرژی، مزایا و معایب هر یک مشخص شده و در ادامه به ارائهٔ روشی کامل بر پایهٔ مزایای هر یک از روشهای پیشین پرداختهایم. در خلال روش جدید در برخی مراحل به تکمیل و تغییر روند طراحی با تکیه بر شبیهسازیهای دقیق اقدام شده است. شده است. شده بر انجام گرفته بهمنظور تعیین دقیق موقعیت و وضعیت ماهواره در فضا استفاده شده است. با تکیه به این شبیهسازیها، پارامترهای کلیدی همچون زمان سایه مداری و زاویهٔ تابش خورشید با هر سطح از آرایههای خورشیدی در هر وضعیت ماهواره و هر لحظه از ماموریت قابل تعیین خواهد بود. در نهایت با استفاده از تحلیلهای آماری پایگاه دادهها، یک روش جامع و دقیق با مزایای بیشتر و معایب کمتر از روشهای قبلی ارائه شده است. در انتها با استفاده از ماهرای و زاوی مایو مین خواهد بود. در نهایت با استفاده از رابیهای تعلیلهای آماری پایگاه دادهها، یک روش جامع و دقیق با مزایای بیشتر و معایب کمتر از روشهای قبلی ارائه شده است. در انتها با استفاده از اطلاعات ماهواره ی مشخص و همچنین نتایج طراحی آماری، مزایای رابی شده است. در انتها با استفاده از اطلاعات ماهوارهای مشخص و همچنین نتایج طراحی آماری، مزایای رابی شده است. در انتها با استفاده از اطلاعات ماهواره ی مشخص و همچنین نتایج طراحی آماری، مزایای را

واژدهای کلیدی: زیرسیستم تأمین انرژی ماهواره، طراحی مفهومی، آرایهٔ خورشیدی، شبیهسازی

علائم و اختصارات

0	(deg)	موقعیت زاویهای زمین نسبت به نقطه اعتدال
0	(ucg)	بهارى
δ	(deg)	زاویهٔ انحراف صفحهٔ استوای خورشید نسبت به
	(ucg)	صفحه استواى زمين
Az_p	(deg)	زاويهٔ آزيموت وجه ماهواره
El_p	(deg)	زاويهٔ فراز وجه ماهواره
Η	(km)	ارتفاع مدارى
i	(deg)	شیب مداری

۱. دانشیار

۲. کارشناس ارشد (نویسنده مخاطب)

۳. دانشجوی دکتری

Т	(min)	دورهٔ تناوب مداری
R_E	(km)	شعاع متوسط زمين
T_n	(min)	مدت زمان در سایه بودن مدار
α	(deg)	زاویهٔ تابش خورشید
ω	(deg)	چرخش زاویهای
P_T	(w)	توان کل ماهوارہ
P_d	(w)	توان مورد نیاز در روز
P_n	(w)	توان مورد نیاز در شب
P _{sa}	(w)	توان تولیدی مورد نیاز ماهواره
X_{a-b}		افت انتقال از آرایه تا باتری در روز مداری
X_{b-1}		افت انتقال از باتری تا بار در سایه مداری
X_{a-1}		افت انتقال از آرایه تا بار در روز مداری
η_c		افت شارژر
η_b		افت شارژ باتری

فصلنامهٔ علمی- پژوهشی علوم و فناوری فضایی جلد ۸ / شمارهٔ ۳ / پاییز ۱۳۹۴

η_{rad}		افت توان ناشی از تشعشعات خورشیدی
t _c	(<i>C</i> ⁰)	دمای سلول در شرایط تست آزمایشگاهی
D _c	(number /m2)	چگال سلول
$ ho_s$	(kg /m2)	چگالی سطحی سلول خورشیدی
$ ho_w$	(W /ka)	چگالی عملکردی سلول خورشیدی
$ ho_E$	(W.hr /ka)	چگالی ویژه باتری ثانویه
N _c	1	نعداد سیکلهای شارژ و دشارژ ماهواره
n		نعداد گردش ماهواره حول زمین در شبانه روز
τ	(Year)	عمر مأموريت بر حسب سال
E_B	(W.hr)	انرژی ذخیره شده در باتریها
DoD		عمق دشارژ

مقدمه

از شروع عصر فضا همواره تلاش برای رسیدن به یک روش جامع و دقیق طراحی مفهومی ماهواره ادامه داشته است و در راستای این فعالیتها روشهای مختلفی برای طراحی مفهومی ماهواره ارائه شده است، که هر کدام از جنبههای خاصی به مسئلهٔ طراحی مینگرند. بزارسی و مطالعهٔ دقیق روشهای گذشته در رسیدن به روشی جامع با بررسی و مطالعهٔ دقیق روشهای گذشته در رسیدن به روشی جامع با کمترین نقص امری اساسی است. نکتهٔ بسیار مهمی که باید در طراحی مفهومی ماهواره درنظر گرفته شود عدم وجود پاسخ یا طرح واحد برای مفهومی ماهواره درنظر گرفته شود عدم وجود پاسخ یا طرح واحد برای انجام پروژهٔ طراحی ماهواره است. در حل یک مسئلهٔ ریاضی مانند پاسخ ۲×۲ تنها یک پاسخ صحیح وجود دارد؛ ولی در یک مسئلهٔ طراحی تنها یک پاسخ صحیح وجود ندارد؛ بلکه با توجه به محدودیتها و مطاوبیت-پیچیدگی شدید فضای طراحی و عدم امکان استفاده از روشهای ریاضی در تمام مراحل طراحی است [۱].

هر طراح ممکن است با رویکرد خاص خود این زیرمجموعه را طراحی کند و از آنجا که پارامترهای زیادی تعیین و انتخاب می شوند (که بعضاً هم مستقل نیستند)، بنابراین، بسته به تصمیمات اولیهٔ طراحی، معیارها و اولویتهای طرح و روش طراحی، طرح نهایی می تواند متفاوت باشد. این کاملاً امکان پذیر است که برای یک مأموریت مشخص پیکربندی های مختلفی قابل قبول باشد.

از آنجا که هر روش طراحی باید در جهت بهبود بخشیدن به نتایج طراحی پیشین تلاش کند، استفاده از پایگاه دادههای آماری و در نظر گرفتن طرحهای پیشین امری بدیهی است. از این رو در این تحقیق نیز، نتایج هر مرحله از طراحی با دادههای آماری گذشته و نتایج طراحی آماری مورد بررسی قرار گرفته است. طراحی آماری مورد استفاده در این تحقیق، دارای پشتوانهٔ قوی از پایگاه دادههاست؛ بنابراین، معیار خوبی برای صحهگذاری طراحی نیز میتواند باشد [۲].

بررسی روشهای طراحی زیرسیستم تأمین انرژی

با بررسی روشهای متداول در طراحی مفهومی زیرسیستم تأمین انرژی، نقاط ضعف و قوت هر روش تعیین می شود و در روش تکمیلی، با ترکیب روشهای موجود و اصلاح برخی روابط و فرضها سعی در برطرفکردن نقاط ضعف شده است.

عمده نقاط ضعف موجود در روشهای متداول عبارتند از:

- عدم محاسبهٔ دقیق بودجهٔ جرمی تمام بخشهای زیرسیستم تأمین انرژی (روشهای موجود در مراجع [۳ و ۶])
- عدم محاسبهٔ دقیق زمان سایه و لحاظ تغییرات سایه مداری در طول سال (روشهای موجود در مراجع [۳-۶])
- عدم محاسبهٔ دقیق زاویهٔ تابش خورشید و در نتیجه، افتهای ناشی از تغییر زاویهٔ تابش خورشید با آرایهها (روشهای موجود در مراجع [۴–۶])
- عدم محاسبهٔ دقیق تعداد سلول خورشیدی و مساحت آرایههای خورشیدی مورد نیاز (روشهای موجود در مراجع [۳، ۴ و ۶])
- نبود اطلاعات و روابط آماری برای تخمین مشخصههای جرمی انرژیک آرایههای خورشیدی و باتریهای ثانویه (روشهای موجود در مراجع [۳–۶])
- اهمیتدادن به بخش خاص زیرسیستم در هر یک از روشهای طراحی

روش تكميلي طراحي زيرسيستم تأمين انرژي

روش ارائه شده در این تحقیق با رویکرد، بهکارگیری در طراحی ماهوارههایی با کلاس وزنی زیر ۱۰۰ کیلوگرم در مدارهای زمین مرکز تدوین شده است. برای این ماهوارهها استفاده از مولدهای فتوولتائيك بهينهترين انتخاب خواهد بود. اين مولدها كه شامل نمونههای متنوع سلولهای خورشیدی هستند، وظیفهٔ تبدیل شار تابشی خورشید به انرژی الکتریکی مورد نیاز ماهواره را بر عهده دارند. انرژی الکتریکی تولیدشده برای فعال نگهداشتن ماهواره در روز مداری و شارژ باتریهای ثانویه مورد استفاده قرار میگیرد [۷]. مدت زمان سایه مداری یا (زمان سایه مداری) را می توان یکی از مهم ترین پارامترهای مداری در تعیین الزامات زیرسیستم تأمین انرژی ماهواره دانست. از طرفی داشتن یک تخمین مناسب از تغییر سالیانهٔ زمان سایه مداری برای اخذ تصمیمات بهینه در طراحی مفهومی و جلوگیری از تحمیل هزینهٔ اضافی یا ریسک بالا، بسیار حیاتی است. از این رو، قبل از ورود به بخش طراحی زیرسیستم تأمین انرژی، ابتدا، زمان سایه مدار را دقیق محاسبه مي کنيم [۷ و ۸].

شبیهسازی زمان سایه مداری [۷، ۸، ۱۰، ۱۱ و ۱۲]

برای فراتر رفتن از یک تخمین سطحی متداول، با مجموعهای از روابط مثلثاتی و تبدیل مختصات نجومی مواجه خواهیم بود. علاوه بر ارتفاع مداری و شیب مداری متغیرهایی مانند، زاویهٔ گرهٔ صعودی، انحراف صفحهٔ استوایی زمین نسبت به صفحهٔ استوای خورشید و موقعیت زاویهای زمین نسبت به خورشید نیز در محاسبهٔ مدت زمان سایه مداری نقش دارند.

با درنظر گرفتن پارامترهای بیان شده زمان سایه مداری از رابطهٔ (۱) محاسبه میشود [۲–۹]:

$$\begin{pmatrix} T_e = \left(\frac{1}{180}\right) \cos^{-1} \left[\frac{\left(H^2 + 2R_E H\right)^{1/2}}{\left(R_E + H\right) \cos\beta}\right] P & if \ |\beta| < |\beta^*| \\ T_e = 0 & if \ |\beta| \ge |\beta^*| \end{cases}$$
(1)

که در رابطهٔ (۱):

 β زاویهٔ صفحهٔ مدار با بردار خورشید است و از رابطهٔ (۲) قابل محاسبه است [۷–۹]:

$$\beta = \sin^{-1}(\cos\delta\sin i\sin(\Omega - \alpha) + \sin\delta\cos i) \qquad (\Upsilon)$$

 β^* زاویهٔ بتای مدار در جایی است که سایه شروع می شود [۱۰]. $\beta^* = \sin^{-1} \left[\frac{R_E}{(R_E+H)} \right] \quad 0 \le \beta^* \le 90$ (۳)
در شکل (۱) نتایج شبیه سازی برای یک مدار با شیب ۹۹/۴۹ درجه

و ارتفاع مداری ۱۰۰۰ کیلومتر در طول ۵ سال نشان داده شده است.



همان طور که در شکل (۱) مشهود است، دامنهٔ تغییرات سایه مداری از صفر تا ۱۳ دقیقه با شیب تند تغییر می کند؛ به طوری که میانگین زمان سایه ۱/۷۷ دقیقه است. از این رو درنظر گرفتن بیشینهٔ زمان سایه تصمیمی محافظه کارانه است. از طرفی در مورد

ماهوارهای در مدار ۲۰۰ کیلومتری با شیب ۶۰ درجه با بیشینهٔ زمان سایهٔ ۳۵ دقیقه و میانگین زمان سایهٔ ۲۷/۵ دقیقه، انتخاب زمان سایهٔ بیشینه قابل قبول است (شکل ۲):



شکل ۲- تغییرات زمان سایه مداری برای مداری با ارتفاع ۲۰۰ کیلومتر و شیب ۶۰ درجه در طول ۵ سال [۲]

البته ممکن است در مراحل بعدی طراحی، با استفاده از برنامههای تجاری موجود، زمان سایه محاسبه شود، اما داشتن اطلاعات کافی در مورد تغییرات زمان سایه در مراحل اولیهٔ طراحی منجر به اتخاذ تصمیمهای اولیهٔ دقیق تر و جلوگیری از ایجاد تغییرات هزینهبر در مراحل بعدی طراحی می شود. از طرفی اجتناب در استفاده از فرضیات ثابت برای مأموریتها در مدارهای مختلف جامعیت روش طراحی را افزایش خواهد داد.

بحث دیگر، قبل از شروع روند اصلی طراحی، تھیۂ یک بانک اطلاعاتی قوی از ماهوارههای مختلف و اجزای تشکیلدهندهٔ زیرسیستم تأمین انرژی است. وجود چنین بانک اطلاعاتی در انتخاب دقیق تر فرضیات اولیهٔ طراحی، و همچنین تخمینهای مورد استفاده در روند طراحی بسیار مؤثر است. بر پایهٔ اطلاعات این بانک، طراح قادر خواهد بود روابط دقیق تری برای تعیین بودجههای جرمی و انرژیک اجزای زیرسیستم استخراج کند و نتایج، مرحله به مرحله صحتسنجی شوند. بر همین اساس یکی از ویژگیهای عمدهٔ این روش، وجود حلقههای بازخورد در مراحل مختلف طراحی است، بهطوری که در هر مرحله ابتدا با تکیه بر بانک اطلاعاتی، یک انتخاب اولیه صورت می گیرد، و در ادامه، اثر این انتخاب بر روند طراحی توسط حلقههای بازخورد بررسی شده و در صورت مغایرت با قيود و الزامات مأموريتي و عدم همخواني با ديگر زيرسيستمها فرض اولیه تغییر می کند. این فرایند در مراحل مختلف طراحی و برای هر انتخاب اولیه پیادهسازی شده است. در نهایت خروجی طراحی بهترین انتخاب خواهد بود. روندنمای کلی روش تکمیلی در شکل (۳) نمایش داده شده است.





شکل ۳- روند نمای روش تکمیلی طراحی مفهومی زیرسیستم تأمین انرژی ماهواره مراجع

$$X_{a-b} = \eta_{ds} \eta_s$$

$$X_{b-1} = \eta_{db} \eta_4$$

$$X_{a-1} = \eta_{ds} \eta_1 \eta_c \eta_2 \eta_b$$

در شکل (۴) راندمان انتقال در مسیر جریان الکتریکی نمایش داده شده است.





گام ۴: انتخاب نحوهٔ قرارگیری آرایهٔ خورشیدی [۷ و ۸]: بهطور کلی آرایههای خورشیدی به دو صورت بدنهای و بازشونده وجود دارند، که با تکیه بر بانک اطلاعات آماری موجود، اکثر ماهوارهها با

تشريح روندنماي ارائه شده

در این روش، روند طراحی زیرسیستم به سه بخش کلی تقسیم شده است، که در ادامه به آنها میپردازیم.

بخش ۱- طراحی مولد انرژی

در این بخش با مشخص بودن توان مورد نیاز ماهواره، به طراحی و انتخاب نوع و مساحت آرایههای خورشیدی مورد نیاز برای ماهواره میپردازیم.

گام ۱: انتخاب اولیهٔ نوع آرایه با استفاده از بانک اطلاعاتی، که بر مبنای مأموریت و کلاس وزنی میتوان به تخمین درستی از نوع آرایه رسید.

گام ۲: تخمین میانگین توان مورد نیاز روز و سایه مداری براساس توان مورد نیاز دیگر اجزای ماهواره

گام ۳: محاسبهٔ توان مورد نیاز تولیدی توسط آرایهها در انتهای مأموریت از طریق رابطهٔ (۴):

$$P_{sa} = \frac{P_n T_n}{X_{a-b} X_{b-1} T_d} + \frac{P_d}{X_{a-1}}$$
(*)

انتخاب نحوهٔ قرارگیری تعیینکنندهٔ زاویه بین بردار تابش خورشید و آرایههای پارامتر L_P (خطای نشانه روی آرایه) است.

در روشهای متداول طراحی زیرسیستم تأمین انرژی، با ثابت فرض کردن زاویهٔ بین بردار تابش و آرایهها، مقدار این افت را ثابت فرض می کنند، به این طریق که یک زاویه مشخص بهعنوان زاویهٔ بین بردار خورشید و سطح آرایه درنظر گرفته می شود یا یک مقدار مشخص تخمینزده می شود (۱ درجه در روش بیان شده در مرجع [۳]، ۲۳/۵ درجه در روش بیان شده در مرجع [۶]، ۱ و ۴۵ درجه در روش بیان شده در مرجع [۵]، ۶/۵ درجه در روش بیان شده در مرجع [۶]).

اما در روش تکمیلی ارائه شده با شبیهسازی زاویهٔ بین بردار خورشید و سطح آرایهها مقدار دقیق این افت قابل محاسبه خواهد بود.

در این روش با ایجاد رابطهٔ منطقی بین دستگاه مختصات بدنی ماهواره، دستگاه مختصات زمین مرکز و دستگاه مختصات خورشید مرکز، قادر خواهیم بود در هر لحظه از دورهٔ مداری، زاویهٔ بردار خورشید با آرایههای خورشیدی را تعیین کنیم. در ادامه، روند شبیهسازی یک ماهوارهٔ نوعی با مأموریت سنجشی را شرح میدهیم:

با توجه به شکل (۵) سطحهای مختلف ماهواره، توسط زوایای آزیموت Azp و فراز Elp در یک سیستم مختصات ثابت بدنی تعریف میشود. تمامی پیکربندیها دارای زاویهٔ آزیموت یکسان خواهد بود (۹۰ درجه از جهت رو به زمین) لیکن زاویهٔ فراز به ازای هر سطح تغییر خواهد کرد [۹ و ۷].



شکل ۵- زوایای آزیموت و فراز یک وجه [۷ و ۸]

بردار عمود سطح برای هر وجه را میتوان در یک سیستم مختصات ثابت بدنی توسط کسینوسهای هادی بهصورت زیر تعریف کرد:

$$n_{x} = sin(Az_{p})sin(El_{p})$$

$$n_{y} = sin(Az_{p})cos(El_{p})$$

$$n_{z} = cos(Az_{p})$$
(Δ)

محاسبهٔ زاویهٔ مؤثر تابش خورشید نیازمند انتقال بردار عمود سطح ماهواره از چارچوب ثابت بدنی به مرکز زمینی است. این انتقال نیازمند تعیین وضعیت ماهواره در یک مدار است. با توجه به نوع مأموریت ماهواره، میتوان فرض کرد که یک محور بهطور دائم در رو به زمین نشانه رفته و محور دیگر به سوی قطب مدار است [۷].

این فرض یک تخمین مناسب برای مأموریتهای سنجش از دور است؛ زیرا یک محور همواره در جهت رو به زمین قرار دارد. این موضوع دید دائمی زمین را سبب میشود. در این حالت تغییر مختصات هر یک از سطحها در یک مدار را میتوان بهراحتی در چارچوب مختصات اینرسی مدار با چرخش زاویهای حول یک محور تشریح کرد. با احتساب چرخش، مختصات سطح p در مختصات اینرسی مدار را با استفاده از رابطهٔ (۶) میتوان به مختصات سطح nدر مختصات سطح رد:

 $\begin{array}{l} p_x = cos(wt) . n_x - sin(wt) . n_z \\ p_y = n_y \\ p_z = sin(wt) . n_x + cos(wt) . n_z \end{array} \tag{(7)}$

$$\begin{split} e_{x} &= cos(\Omega) \cdot p_{x} - sin(\Omega) \cdot sin(i) \cdot p_{y} \\ &+ sin(\Omega) \cdot cos(i) \cdot p_{z} \\ e_{y} &= cos(\Omega) \cdot p_{x} + cos(\Omega) \cdot sin(i) \cdot p_{y} \\ &- cos(\Omega) \cdot cos(i) \cdot p_{z} \\ e_{z} &= cos(i) \cdot p_{y} + sin(i) \cdot p_{z} \end{split}$$
(Y)

در نهایت پس از اینکه مختصات سطح در چارچوب مرکز زمین ارائه شد. زاویهٔ بین سطح ماهواره و بردار تابش خورشید از رابطهٔ (۸) تعیین می شود:

در شکل (۶) تغییر زاویهٔ خورشید برای هر یک از سطحهای یک ماهوارهٔ ششضلعی در طول یک دورهٔ مداری و یک روز از سال نشان داده شده است. آرایههایی که زاویهٔ تابش خورشید بیش از ۹۰ درجه دارند هیچ توانی تولید نخواهند کرد. در واقع این آرایهها، در وجه رو به خورشید ماهواره قرار ندارند.



شبکل ۶- تغییر زاویهٔ تابش خورشید با شش وجه جانبی در طول یک دورهٔ مداری [۲]

نتایج حاصل از این شبیه سازی این امکان را خواهد داد که افت ناشی از خطای نشانه روی آرایه های خورشیدی را به طور دقیق و در طول دورهٔ مأموریتی محاسبه کرد، و با گسترش شبیه سازی برای تمام روزهای مأموریتی، به تحلیلی درست از میزان افت ناشی از نشانه روی آرایه ها و در نتیجه توان قابل تولید ماهواره دست یافت.

گام ۵: محاسبهٔ توان تولیدی یک سلول خورشیدی با استفاده از رابطه

 $P_c = P_1(\eta_{rad}, \eta_{uA}, \eta_s, \eta_{cy}, \eta_m, \eta_t, \eta_{con}, \eta_1, H_t, L_P)$ (9)

که در آن پارامترها به صورت زیر تعریف میشوند. P_c : توانی که از یک سلول تحت شرایط کار کرد تولید میشود. P₁ : توان گزارش شدهٔ تولیدی از یک سلول در شرایط آزمایشگاهی

که از ضرب کردن اندازهٔ هر سلول مورد استفاده و راندمان آن در دمای آزمایشگاه و شدت تابش خورشید بهدست میآید. اگر اندازهٔ سلول خورشیدی در دسترس نبود، میتوان اندازهٔ ۸ سانتیمتر مربع را بهعنوان اندازهٔ استاندارد درنظر گرفت. این اندازه، اندازهٔ متداول سلول خورشیدی است.

 η_{1} و η_{m} را تلفات ناشی از کنار هم قرارگیری آرایهها گویند که مقدار آنها $\eta_{m} = 0.975$ $\eta_{1} = 0.98$ است. و داریم: $\eta_{uA} = 0.98$ $\eta_{cy} = 0.99$ $\eta_{con} = 0.99$

از بستگی به شدت تابش خورشید و مکان مدار دارد و با استفاده از H_t رابطهٔ (۱۰) محاسبه می شود:

$$H_t = \left(\frac{149.6}{R}\right)^2 \tag{1.}$$

مقدار R از جدول (۱) بهدست می آید.

طول متوسط (_{Km×10} 6)	سياره
۵۲/۹	عطارد
۱۰۸/۲	زهره
149/8	زمين
ттл	مريخ
۲۷۸/۴	مشترى
1 FTT/T	زحل
7777	اورانوس
4018/1	نپتون

جدول ۱- فاصلهٔ متوسط خورشیدی از سیاره [۱۳]

توان تنظیمی برای دمای کارکرد از رابطهٔ (۱۱) زیر بهدست می آید. η_t

$$\eta_t = 1 - 0.005(T_c - t_c) \tag{11}$$

دمای آزمایش آرایه که با توجه به استاندارد ECSS بین t_c

۲۵ تا ۲۸ درجه است.

گام۶: محاسبهٔ تعداد سلولهای مورد نیاز از رابطهٔ (۱۲)

$$N_c = \frac{P_{sa}}{P_c} \tag{17}$$

گام ۲: محاسبه مساحت سطح آرایه با استفاده از رابطه (۱۳) $A_{sa} = \frac{N_c}{D_c}$ (۱۳) (۱۳) D_c چگالی سلول مورد استفاده (که از روی فاکتور کنار هم قرارگیری آرایه میتوان آنرا تعیین کرد.) این فاکتور در واقع تعداد آرایهها در یک متر مربع را نشان میدهد که از ضرب کردن فاکتور کنار هم قرارگیری آرایه با اندازهٔ آرایه بهدست میآید و واحد آن سلول بر متر مربع است.

گام ۸: حلقه بازخورد چیدمان آرایهها

اکنون که سطح مورد نیاز آرایههای خورشیدی تعیین شده است، با درنظر گرفتن مساحت سطحهایی از ماهواره که قابلیت نصب آرایهها را دارند، انتخاب اولیهٔ طراحی در مورد نوع چیدمان آرایهها را بررسی می کنیم. در واقع این بخش یکی از نقاط تلاقی طراحی زیرسیستم تأمین انرژی با بخش سازه است. در صورتی که سطح آرایهٔ مورد نیاز بیش از سطح قابل نصب ماهواره باشد، مجبور به تغییر نوع چیدمان آرایه ها هستیم.

گام ۹: محاسبهٔ جرم آرایهها [۷٬۱۴٬۱۶ تا ۱۹]: پس از تأیید نوع چیدمان آرایهها اکنون برای محاسبهٔ جرم آرایهها می توان از دو روش استفاده کرد:

(kg/m2) با استفاده از پارامتر
$$\rho_s$$
 چگالی سطحی (W/kg) .
۲. با استفاده از پارامتر ρ_w چگالی عملکردی (W/kg) .
در رابطهٔ (۱۴) هر دو روش محاسبه ارائه شده است.

گام ۳: محاسبهٔ انرژی ذخیره شونده در باتری با استفاده از رابطهٔ (۱۶)

$$E_B = \frac{P_n \cdot T_n}{\eta_{charge} \cdot DoD} \tag{19}$$

بازده شارژ آرایه به طور معمول ۲/۹ در نظر گرفته می شود. η_{charge} در نهایت با استفاده از رابطهٔ (۱۷) جرم باتری قابل محاسبه

$$M_{bat} = \frac{E_B}{\rho_B}$$
 (۱۷)

که در آن ho_B همان چگالی ویژهٔ باتری است.

در جدول (۳) چگالی ویژهٔ باتریهای مورد استفاده در ماهوارهها آورده شده است.

چگالی انرژی ویژه (وات ساعت بر کیلوگرم)	نوع باترى
۳۴–۲۸	نيكل– كادميوم
۵۴–۳۰	نيكل- هيدروژن
\	نقره-روى
٩.	ليتيوم يون
۱۵۰-۹۰	ليتيوم – دىاكسيد سولفور
۲۵۰-۲۰۰	ليتيوم- كلريد تيونل

جدول ۳- چگالی ویژهٔ باتریهای مورد استفاده در ماهوارهها [۱۶و ۱]

تخمين جرم كل زيرمجموعة تأمين انرژى

$$M_{co} = 0.02P_{sat} \tag{1A}$$

$$P_{ca} = 0.04P_{sat} \ to \ 0.01P_{sat} \tag{19}$$

گام ۳: محاسبهٔ جرم بخش رگولاسیون ولتاژ از رابطهٔ (۲۰)

$$M_r = 0.025 P_{sat} \tag{(Y-)}$$

گام ۴: محاسبة جرم كل زيرمجموعة تأمين انرژى با استفاده از رابطة (۲۱)

$$M_{total} = M_{Array} + M_{bat} + M_r + M_{ca} + M_{co}$$
(Y1)

گام ۵: بازخورد نهایی جرم: با توجه به بانک اطلاعات آماری، بسته به نوع مأموریت ماهواره و کلاس وزنی آن جرم زیرسیستم تأمین توان بازه ۹ الی ۳۵ درصد وزن کل ماهواره است. با مقایسهٔ جرم محاسبه شده با این بازه میتوان از صحت روند محاسبات اطمینان <u>یافت [۱</u>۶، ۱۷، ۱۸ و ۱۹].

صحتسنجي

بهمنظور صحتسنجی روش تکمیلی، ابتدا، زیرسیستم تأمین انرژی یک ماهوارهٔ نمونه را با روش تکمیلی دوباره طراحی میکنیم و در مرحلهٔ دوم نتایج را با روش طراحی آماری نیز مقایسه میکنیم. برای

در جدول (۲) ویژگیهای سلولهای خورشیدی ارائه شده است.
$$M_{arry} = A_{sa}. \rho_s$$

$$M_{arry} = \frac{P_{sa}}{\rho_{w}} \tag{14}$$

جدول ۲ – مشخصات سلولهای خورشیدی مورد استفاده در ماهوارهها [۱، ۱۵و ۱۷]

مولتی جانکشن	ایندیم فسفات	گالیم ارسناید	سيليكون	نوعسلول
%78	%77	%٢٣	٪۱۸	راندمان تئورى سلول
%77	%19	Χ١٨	%14	راندمان محقق شده
	74.	189	۹۵	انرژی تولیدی بر واحد سطح (w/m2)
		۰/٣	•/٢٣	چگالی سطحی (kg/m2)
71.	117	٨۵	۷۵	چگالی عملکرد (W/kg)
۰/۵	۱/۵	۲/۷۵	۳/۷۵	میزان افت سالیانه (درصد)

طراحي منبع ذخيرة انرژي

با مشخصبودن توان مورد نیاز در سایهٔ مداری و زمان سایه مدار، به انجام محاسبات این بخش میتوان پرداخت.

گام ۱: انتخاب اولیهٔ نوع باتری با استفاده از بانک اطلاعاتی، که بر مبنای مأموریت و کلاس وزنی میتوان به تخمین درستی از نوع باتری رسید.

گام ۲: محاسبهٔ میزان عمق دشارژ

عمق دشارژ باتری مهم ترین عامل در کیفیت و طول عمر آن است. با در اختیار داشتن گرافهای عملکردی باتری و محاسبهٔ تعداد سیکل شارژ و دشارژ می توان عمق دشارژ را تعیین کرد.

در یک ماهواره، تعداد سیکل شارژ و دشارژ باتریها متناسب است با دورهٔ مداری ماهواره که از رابطهٔ (۱۵) قابل محاسبه است.

$$N_c = 365.\tau.n$$
 (1)

نمونهای از گرافهای عملکردی باتریها در شکل (۷) نمایش داده شده است:



شکل ۷ – تغییرات عمق دشارژ بر حسب تعداد سیکل شارژ و دشارژ [۴]

این کار از اطلاعات ماهوارهٔ اورستد ٔ را، که در جدول (۴) مشاهده میشود، مبنای طراحی قرار دادهایم:

اورستد	نام ماهواره
دانمارک	کشور سازنده
سنجش میدان مغناطیسی زمین	ماموريت
۹۶/۵ درجه	شيب مدار
۸۵۷ _× ۸۵۷ کیلومتر	ارتفاع مدار
حداقل یک سال و مطلوب ۳ سال	عمر ماموريت
۹۹/۹۳ دقیقه	دوره مداری
۶۰/۷ کیلوگرم	جرم کل
مکعب مستطیل ۰/۳۴× ۰/۴۵× ۰/۷۲	پیکربندی ماهواره
۵۴ وات	بیشترین توان مصرفی
۴۰ وات	میانگین توان مصرفی
۸.۵ کیلوگرم	جرم زیرسیستم تامین انرژی
بدنهای	نوع چيدمان أرايهها
گاليوم آرسنايد	نوع أرایههای خورشیدی
نیکل کادمیم	نوع باترىھاى ثانويە
ترکیبی از گرادیان جاذبه و گشتاوردهندهٔ مغناطیسی سه محوره	روش پايدارسازى

جدول ۴ – مشخصات ماهوارهٔ اورستد

در جدول (۵) نتایج حاصل از روش تکمیلی، نتایج حاصل از طراحی آماری و مقادیر نمونه واقعی مقایسه شدهاند. در روش طراحی آماری با توجه به کلاس وزنی و مأموریت ماهواره از روابط (۲۲) و (۲۳) برای تخمین توان مورد نیاز تولیدی و وزن زیرسیستم تأمین توان استفاده شده است [۲].

 $P_{sat} = 1.1344.M_{sat} - 11.384 \tag{YY}$

 $M_{total} = 0.1012.M_{sat} + 3.255$

(٣٣)

جدول ۵- مقایسهٔ نتایج حاصل از روش تکمیلی با نمونهٔ واقعی و طراحی آماری

طراحى	خطا	روش	نمونه	al la "1 lu
أمارى	(درصد)	تكميلي	واقعى	پارامىر طراحى
٩/۴٢		٧/٢۴	٨/۵	جرم زيرمجموعة
كيلوگرم	۱ω	كيلوگرم	كيلوگرم	تأمین انرژی
•/٣٧٣٣	\w/x	۰/۳۵۵۶	۰/۴۱	سطح آراية مورد
مترمربع	11/5	مترمربع	متر مربع	نياز
-luti		بدنهای	بدنهای	نحوهٔ چيدمان
بدىماي	÷			آرايه
گاليوم			a. 115	
آرسناید یا	•	گالیم آرسناید	ل سناید	نوع آرايه
سيليكون			- <u>-</u>	
نيكل			15.;	
كادميوم يا	•	نيكل كادميوم	کادمیہ	نوع باترى
ليتيوم يون			ورديتما	

همان طور که در جدول (۵) مشهود است، اختلاف نتایج روش تکمیلی و نمونهٔ واقعی کمتر از ۱۵ درصد است. یکی از علتهای اصلی این اختلاف متفاوت بودن خروجیهای فاز طراحی مفهومی و ساخت است. در فاز ساخت عموماً رزروهایی برای باتریهای ثانویه درنظر گرفته می شود، درحالی که در نتایج بهدست آمده بدون احتساب این رزرو است.

نتيجه گيري

در مقالهٔ حاضر، به ارائهٔ روشی تکمیلی برای طراحی زیرسیستم تأمین انرژی ماهواره پرداخته شد. از آنجا که روشهای ارائه شده برای طراحی این زیرسیستم هر کدام دارای کمبودهایی هستند، روش ارائه شده در این مقاله میتواند به عنوان یک روش جامع مورد استفاده قرار گیرد. ویژگیهای روش تکمیلی حاصله را میتوان اینگونه بیان کرد:

- ۱. افزایش دقت تصمیمات اولیه و روابط محاسباتی با تکیه بر بانک اطلاعات آماری گسترده و مقایسه و ترکیب روشهای مختلف محاسباتی
- ۲. بهکارگیری روشهای شبیهسازی دقیق برای محاسبهٔ زمان سایهمداری و زاویهٔ بردار تابش خورشید با سطح آرایهها
- ۳. ایجاد حلقههای بازخورد مناسب در روند طراحی و در نتیجه کاهش احتمال ایجاد تغییرات هزینه بر در فازهای بعدی طراحی

۴. یکپارچهسازی روند طراحی و نگاه یکسان به همهٔ بخشهای زیرسیستم و درنتیجه خروجیهای معقول و قابل اطمینان طراحی

مراجع

- Zabihian, E., "Laboratory Modeling of Space Power Supply Sub-System," (M. Sc. Thesis), K. N. Toosi University of Technology, 2013 (In Persian).
- [2] Mirshams, M., Zabihian, E. and Zabihian, A.R. "Statistical Model of Power Supply Subsystem Satellite," 6th International Conference on Recent Advances in Space Technologies (RAST), Istanbul, Turkey, 2013.
- [3] Fortescue, P., Spacecraft Systems Engineering, 4th Edition., Graham Swinerd, John Stark Peter Fortescue, Editor, UK, John Wiley & Sons, 2011.
- [4] Larson, W.J. and Wertz, J.R. Space Mission Analysis and Design, 3rd Edition. Microcosm Press, 1999.
- [5] Brown, Ch., D., *Elements of Spacecraft Design*, J. S. Przemlenleckl, Editor, Colorado, U.S.A, AIAA, 2002.
- [6] Capderou, M., Satellites Orbits and Missions, France, Springer, 2005.
- [7] Saghari. A., Satellite Conceptual Design Algorithms under Uncertainty, (Thesis M. Sc.) K. N. Toosi University of Technology, 2012 (In Persian).

- [15] Zahran, M., "In Orbit Performance of LEO Satellite Electrical Power Subsystem - SW Package for Modelling and Simulation Based on MatLab. 7 GUI," *International Conference on Energy & Environmental Systems*, Chalkida, Greece, 2006.
- [16] Hyder, A.K., Spacecraft Power Technologies, London, UK, Anthony K. Hyder, 2000.
- [17] Patel, M.R., Spacecraft Power Systems, Washington, U.S.A: CRC Press, 2005.
- [18] Meyer, U.X., Elements of space technology for Aerospace Engineers, California, U.S.A, Academic Press, 1999.
- [19] Zabihian, E., "Analysis and Estimates of Power Supply Sub-System for HAGH100 Satellite Simulator," Faculty of Aerospace Engineering - K. N. Toosi University of Technology-Space Research Lab, 2012.

- [8] Saghari, A., Mirshams, M. and Jafarsalehi, A. "Comprehensive Code of Remote Sensing Satellite Conceptual Design," *Journal Space Science and Technology*, Vol. 7, No. 2, 2014, pp. 35-47, (In Persian)
- [9] Gilmore, D. G., Spacecraft Thermal Control Handbook, Vol. I, 2nd Edition, David G. Gilmore, Editor, Virginia, U.S.A, AIAA, 2002.
- [10] Taylor, E. R. Evaluation of Multidisciplinary Design Optimization Techniques as Applied to the Spacecraft Design Process, (PhD Thesis) University of Colorado, Department of Aerospace Engineering Sciences, U.S.A, 1999.
- [11] Capderou, M., *Satellites Orbits and Missions*, France, Springer, 2005.
- [12] Mirshams, M., "Determine the Orbital Parameters and Specifications for Remote Sensing Small Satellite," *International Conference on Aerospace*, Sharif University of Technology, 2001.
- [13] Mosher, T. J., Improving Spacecraft Design Using A Multidisciplinary Design Optimization Methodology, (PhD Thesis), University of Colorado, U.S.A, 2000.