

## تقارن‌ها ی فضایی ی میدان مغناطیسی<sup>۱</sup>

X1-037 (2006/04/27)

mamwad@mailaps.org

محمد خرمی

تقارن‌ها ی فضایی ی معادلات حاکم بر میدان مغناطیسی بررسی، و با استفاده از آن در چند مثال میدان مغناطیسی محاسبه می‌شود.

### ۱ حرکت‌ها ی اقلیدسی

به نگاشت‌ها بی از فضا (ی  $\mathbb{R}^n$ ) به فضا که طول را حفظ می‌کنند (ایزومنتری‌ها ی  $\mathbb{R}^n$ ) حرکات اقلیدسی می‌گویند. ثابت می‌شود این نگاشت‌ها عبارت اند از مجموعه‌ی انتقال‌ها، دوران‌ها، انعکاس‌ها، و ترکیب‌ها ی آن‌ها. (در [1] حکم مشابه‌ی برای فضازمان مینکفسکی [a] ثابت شده است. اثبات برای فضای اقلیدسی هم کاملاً مشابه است). به این ترتیب، حرکت اقلیدسی ی  $f$  با یک نگاشت خطی ( $O$ ) و یک بردار ثابت (a) مشخص می‌شود:

$$f(r) = O r + a, \quad (1)$$

که ماتریس  $O$  متعامد است:

$$\delta_{ij} O^i_k O^j_l = \delta_{kl}. \quad (2)$$

در فضای سه‌بعدی،

$$\varepsilon_{ijk} O^i_l O^j_m O^k_n = \det(O) \varepsilon_{lmn}, \quad (3)$$

واز آن،

$$\varepsilon_{ijk} O^j_m O^k_n = \det(O) O^i_l \varepsilon_{lmn}, \quad (4)$$

<sup>۱</sup> این مقاله، با اجازه‌ی نویسنده، از منزلگاه نویسنده برداشته شده است، و همه‌ی حقوق آن برای نویسنده محفوظ است.

که  $\varepsilon$  تانسور لوى-چيوپتا [b] است. از (2) ضمناً نتيجه مى شود

$$\det(O) = \pm 1. \quad (5)$$

$O$  ها بى که دترمينان شان يك است دوران، و  $O$  ها بى که دترمينان شان منفى ي يك است ترکيب يك دوران و يك انعکاس اند. به نگاشتها بى که دترمينان ياكبي پشان مثبت است راستگرد، و به آنها بى که دترمينان ياكبي پشان منفى است چپگرد مى گويم. توجه داريم که در مورد حرکتها ي اقليدسی، اين دترمينان در واقع دترمينان ماترييس متعامد  $O$  است.  
ميدان اسکالر  $h$  و ميدان برداری  $\mathbf{F}$  را در نظر بگيريد. اثر نگاشت  $f$  روی اين ميدانها را با به ترتيب  $f_*(h)$  و  $f_*(\mathbf{F})$  نمايش مى دهيم:

$$[f_*(h)](\mathbf{r}) := h[f^{-1}(\mathbf{r})], \quad (6)$$

و

$$[f_*(\mathbf{F})](\mathbf{r}) := \left( \frac{\partial \mathbf{f}}{\partial \mathbf{r}} \mathbf{F} \right) [f^{-1}(\mathbf{r})], \quad (7)$$

که  $\partial \mathbf{f} / \partial \mathbf{r}$  ماترييس مشتق  $f$  است. اگر  $f$  از نوع (1) (اقليدسی) باشد، داريم

$$[f_*(\mathbf{F})](\mathbf{r}) := (O \mathbf{F}) [f^{-1}(\mathbf{r})], \quad (8)$$

از اينجا به سادهگي ديده مى شود متناظر با حرکت اقليدسی  $f$

$$\begin{aligned} f_*(\nabla \cdot \mathbf{F}) &= \nabla \cdot [f_*(\mathbf{F})], \\ f_*(\nabla \times \mathbf{F}) &= \det(O) \nabla \times [f_*(\mathbf{F})], \\ f_*(\nabla h) &= \nabla [f_*(h)]. \end{aligned} \quad (9)$$

(روشن است که رابطه ي دوم فقط در  $\mathbb{R}^3$  درست است). همچنين، اگر  $G$  يك ميدان برداری ي دیگر باشد،

$$\begin{aligned} f_*(G \cdot \mathbf{F}) &= [f_*(G)] \cdot [f_*(\mathbf{F})], \\ f_*(G \times \mathbf{F}) &= \det(O) [f_*(G)] \times [f_*(\mathbf{F})], \\ f_*(h \mathbf{F}) &= [f_*(h)] [f_*(\mathbf{F})], \end{aligned} \quad (10)$$

که باز هم رابطه ي دوم فقط در  $\mathbb{R}^3$  درست است.

## 2 تقارن‌های فضایی معادلات مکسول

معادلات مکسول [c] برای میدان الکترومغناطیسی عبارت اند

$$\nabla \times \mathbf{E} + \frac{\partial \mathbf{B}}{\partial t} = 0, \quad (11)$$

$$\nabla \cdot \mathbf{B} = 0, \quad (12)$$

$$\nabla \times \mathbf{H} - \frac{\partial \mathbf{D}}{\partial t} = \mathbf{J}, \quad (13)$$

$$\nabla \cdot \mathbf{D} = \varrho. \quad (14)$$

$\mathbf{E}$  میدان الکتریکی،  $\mathbf{B}$  میدان مغناطیسی،  $\mathbf{H}$  چگالی ی گردش مغناطیسی، و  $\mathbf{D}$  چگالی ی شار الکتریکی است. این معادلات میدان‌ها ی الکترومغناطیسی در حضور ماده را توصیف می‌کنند و در آن‌ها  $\mathbf{J}$  چگالی ی جریان آزاد و  $\varrho$  چگالی ی بار آزاد است. یک نتیجه ی این معادلات، معادله ی پی‌وسته‌گی ی بار است:

$$\nabla \cdot \mathbf{J} + \frac{\partial \varrho}{\partial t} = 0. \quad (15)$$

با استفاده از رابطه‌های (9) دیده می‌شود اگر  $\mathbf{E}$ ,  $\mathbf{D}$ ,  $\mathbf{H}$ , و  $\mathbf{B}$  جواب معادلات مکسول [c] برای چشمدهای  $\mathbf{J}$  و  $\varrho$  باشند، و  $\mathbf{f}$  یک حرکت اقلیدسی باشد، آن‌گاه  $\det(O) \mathbf{f}_*(\mathbf{H})$ ,  $\mathbf{f}_*(\mathbf{D})$ ,  $\mathbf{f}_*(\mathbf{E})$ , و  $\det(O) \mathbf{f}_*(\mathbf{B})$  هم جواب معادلات مکسول [c] برای چشمدهای  $(\mathbf{J})$  و  $(\varrho)$  (والبته ماده‌ای که با تبدیل  $\mathbf{f}$  جایه‌جا شده) اند. به ویژه، اگر

$$\begin{aligned} \mathbf{f}_*(\mathbf{J}) &= \lambda \mathbf{J}, \\ \mathbf{f}_*(\varrho) &= \lambda \varrho, \end{aligned} \quad (16)$$

و جواب معادلات مکسول یکتا باشد، آن‌گاه،

$$\mathbf{f}_*(\mathbf{E}) = \lambda \mathbf{E},$$

$$\mathbf{f}_*(\mathbf{D}) = \lambda \mathbf{D},$$

$$\det(O) \mathbf{f}_*(\mathbf{H}) = \lambda \mathbf{H},$$

$$\det(O) \mathbf{f}_*(\mathbf{B}) = \lambda \mathbf{B}. \quad (17)$$

(البته بهشرطی که عبارت‌ها ی طرف چپ شرایط مرزی و اولیه را هم برآورند.)  
اثر تبدیل‌ها ی اقلیدسی بر پتانسیل‌ها ی اسکالر و برداری هم به‌ساده‌گی به دست می‌آید.  
پتانسیل‌ها ی اسکالر و برداری ی  $\phi$  و  $\mathbf{A}$  چنان‌اند که

$$\mathbf{E} = -\nabla\phi - \frac{\partial\mathbf{A}}{\partial t},$$

$$\mathbf{B} = \nabla \times \mathbf{A}. \quad (18)$$

از (9) به‌ساده‌گی دیده می‌شود اگر  $\phi$  و  $\mathbf{A}$  معادلات (18) با  $\mathbf{E}$  و  $\mathbf{B}$  را برآورند، آن‌گاه  $\mathbf{f}_*(\phi)$  و  $\mathbf{f}_*(\mathbf{A})$  هم معادلات (18) با  $(\mathbf{E})$  و  $(\mathbf{B})$  را بر می‌آورند.

در حالت خاصی که میدان‌ها و چشممه‌ها (وماده) مستقل از زمان‌اند، معادلات میدان‌ها ی الکتریکی و مغناطیسی از هم جدا می‌شوند. در این وضعیت اگر  $\mathbf{H}$  و  $\mathbf{B}$  میدان‌ها ی متناظر با  $\mathbf{J}$  باشند، آن‌گاه  $\mathbf{f}_*(\mathbf{H})$  و  $\mathbf{f}_*(\mathbf{B})$  هم میدان‌ها ی متناظر با  $(\mathbf{J})$  هستند (و ماده ای که با تبدیل  $\mathbf{f}$  جایه‌جا شده) اند. در حالت خاصی که ماده نداریم (یا کل فضا با ماده ای با تراوایی ی مغناطیسی ی  $\mu$  پرشده) و میدان مغناطیسی را می‌شود از رابطه‌ی انتگرالی ی بُ-سَوَّر [d]

$$\mathbf{H}(\mathbf{r}) = \frac{1}{4\pi} \int dV' \frac{[\mathbf{J}(\mathbf{r}')] \times (\mathbf{r} - \mathbf{r}')}{|\mathbf{r} - \mathbf{r}'|^3} \quad (19)$$

به دست آورد، مستقیماً هم می‌شود میدان‌ها ی متناظر با  $(\mathbf{J})$  را حساب کرد. داریم

$$\begin{aligned} \int dV' \frac{\{[\mathbf{f}_*(\mathbf{J})](\mathbf{r}')\} \times (\mathbf{r} - \mathbf{r}')}{|\mathbf{r} - \mathbf{r}'|^3} &= \int dV' \frac{\{O \mathbf{J}[\mathbf{f}^{-1}(\mathbf{r}')]\} \times (\mathbf{r} - \mathbf{r}')}{|\mathbf{r} - \mathbf{r}'|^3}, \\ &= \int dV'' \frac{\{O \mathbf{J}(\mathbf{r}'')\} \times [\mathbf{r} - \mathbf{f}(\mathbf{r}'')]}{|\mathbf{r} - \mathbf{f}(\mathbf{r}'')|^3}, \\ &= \int dV'' \frac{\{O \mathbf{J}(\mathbf{r}'')\} \times \{O [\mathbf{f}^{-1}(\mathbf{r}) - \mathbf{r}'']\}}{|\mathbf{f}^{-1}(\mathbf{r}) - \mathbf{r}''|^3}, \\ &= \det(O) O \int dV'' \frac{[\mathbf{J}(\mathbf{r}'')] \times [\mathbf{f}^{-1}(\mathbf{r}) - \mathbf{r}'']}{|\mathbf{f}^{-1}(\mathbf{r}) - \mathbf{r}''|^3}. \end{aligned} \quad (20)$$

در این رابطه‌ها از این استفاده شده که قدر مطلق دترمینان یاکبی ی تبدیل  $\mathbf{f}$  یک است:

$$\left| \det \left( \frac{\partial \mathbf{f}}{\partial \mathbf{r}} \right) \right| = 1. \quad (21)$$

به این ترتیب معلوم می‌شود میدان متناظر با  $f_*(J)(H)$  همان  $\det(O)$  است.

### 3 مثال‌ها

#### 3.1

جريانی در جهت محور  $x$  در نظر بگیرید، که تحت انعکاس نسبت به صفحه‌ای  $y = \text{const}$  و  $z = 0$  عوض نمی‌شود.  $(x, y, z)$  مختصات دکتری اند.  $\Pi(y, y_0)$  را انعکاس نسبت به صفحه  $y = y_0$  بگیرید. داریم

$$\begin{aligned} [\Pi(y, y_0)](x, y, z) &= (x, 2y_0 - y, z), \\ [\Pi(y, y_0)]_*(\hat{x}) &= \hat{x}, \\ [\Pi(y, y_0)]_*(\hat{y}) &= -\hat{y}, \\ [\Pi(y, y_0)]_*(\hat{z}) &= \hat{z}. \end{aligned} \quad (22)$$

به این ترتیب، برای یک میدان برداری  $F$  دلخواه داریم

$$\begin{aligned} \{[\Pi(y, y_0)]_*(F)\}(x, y, z) &= \hat{x} F_x((x, 2y_0 - y, z)) - \hat{y} F_y((x, 2y_0 - y, z)) \\ &\quad + \hat{z} F_z((x, 2y_0 - y, z)), \end{aligned} \quad (23)$$

که از آن نتیجه می‌شود جريان مستقل از  $y$  است (چون  $y_0$  دلخواه است و جريان هم فقط مولفه  $x$  دارد). از این که جريان فقط مولفه  $x$  دارد و دیورانس آن هم صفر است، نتیجه می‌شود  $J$  به  $x$  هم بسته‌گی ندارد. پس،

$$J(\mathbf{r}) = \hat{x} J_x(z). \quad (24)$$

$\Pi(z, 0)$  را انعکاس نسبت به صفحه  $z = 0$  بگیرید. داریم

$$\{[\Pi(z, 0)]_*(F)\}(x, y, z) = \hat{x} F_x((x, y, -z)) + \hat{y} F_y((x, y, -z)) - \hat{z} F_z((x, y, -z)), \quad (25)$$

که از آن نتیجه می‌شود

$$J_x(-z) = J_x(z). \quad (26)$$

یک حرکت اقلیدسی ی چپگرد است که جریان را عوض نمی‌کند، پس میدان مغناطیسی را منفی می‌کند. از اینجا نتیجه می‌شود

$$\begin{aligned} H_x(x, y_0, z) &= -H_x(x, y_0, z), \\ H_z(x, y_0, z) &= -H_z(x, y_0, z), \end{aligned} \quad (27)$$

که نتیجه می‌دهد مئله‌ها ی  $x$  و  $z$  میدان مغناطیسی صفر اند.  $(0, 0, z)$  هم جریان را عوض نمی‌کند، پس میدان مغناطیسی را منفی می‌کند. از اینجا نتیجه می‌شود

$$H_y(x, y, -z) = -H_y(x, y, z). \quad (28)$$

حالا با استفاده از قانون آمپر  $[e]$  برا ی مداری به شکل مستطیلی متقارن نسبت به صفحه ی  $z = 0$  داریم

$$\mathbf{H}(\mathbf{r}) = \hat{\mathbf{y}} \frac{-J_s(z)}{2}, \quad (29)$$

که

$$J_s(z) := \int_{-z}^z dz' J_x(z'). \quad (30)$$

یک حالت خاص این مثال، یک جریان سطحی ی یکنواخت است که از یک صفحه می‌گذرد. در این حالت،

$$J_s(z) = J_s \operatorname{sgn}(z), \quad (31)$$

که  $J_s$  چگالی ی جریان سطحی، و  $\operatorname{sgn}$  تابع علامت است.

### 3.2

جریان ی را در نظر بگیرید که تحت دوران حول یک محور و انعکاس نسبت به صفحه‌ها ی گذرنده از آن محور عوض نمی‌شود. این محور را محور  $z$  می‌گیریم.  $(\varphi, \rho, z)$  مختصات استوانه‌ای اند.  $(\varphi, \varphi_0)$  را انعکاس نسبت به نیم صفحه ی  $\varphi = \varphi_0$  بگیرید. داریم

$$\begin{aligned}
[\Pi'(\varphi, \varphi_0)](\rho, \varphi, z) &= (\rho, 2\varphi_0 - \varphi, z), \\
[\Pi'(\varphi, \varphi_0)]_*(\hat{\rho}) &= \hat{\rho}, \\
[\Pi'(\varphi, \varphi_0)]_*(\hat{\varphi}) &= -\hat{\varphi}, \\
[\Pi'(\varphi, \varphi_0)]_*(\hat{\mathbf{z}}) &= \hat{\mathbf{z}}.
\end{aligned} \tag{32}$$

واز آن جا،

$$\begin{aligned}
\{[\Pi'(\varphi, \varphi_0)]_*(\mathbf{F})\}(\rho, \varphi, z) &= \hat{\rho} F_\rho(\rho, 2\varphi_0 - \varphi, z) - \hat{\varphi} F_\varphi(\rho, 2\varphi_0 - \varphi, z) \\
&\quad + \hat{\mathbf{z}} F_z(\rho, 2\varphi_0 - \varphi, z).
\end{aligned} \tag{33}$$

از این نتیجه می‌شود

$$\mathbf{J}(\mathbf{r}) = \hat{\rho} J_\rho(\rho, z) + \hat{\mathbf{z}} J_z(\rho, z). \tag{34}$$

ظاهراً از این استفاده نشد که جریان تحت دوران حول محور  $z$  عوض نمی‌شود. اما از این استفاده شد که جریان تحت انعکاس نسبت به همه ی صفحه‌ها ی گذرنده از محور  $z$  بی‌تغییر می‌ماند. خود این نتیجه می‌دهد جریان تحت دوران حول محور  $z$  هم عوض نمی‌شود، چون ترکیب انعکاس نسبت به دو صفحه ی گذرنده از محور  $z$  یک دوران حول محور  $z$  است.

( $\varphi, \varphi_0$ ) یک حرکت اقلیدسی ی چپ‌گرد است که جریان را عوض نمی‌کند. پس تحت این حرکت میدان مغناطیسی منفی می‌شود. از اینجا نتیجه می‌شود

$$\mathbf{H}(\mathbf{r}) = \hat{\varphi} H_\varphi(\rho, z). \tag{35}$$

حالا با استفاده از قانون آمپر [e] برا ی مداری در  $\rho$  و  $z$  ثابت، نتیجه می‌شود

$$\mathbf{H}(\mathbf{r}) = \hat{\varphi} \frac{I(\rho, z)}{2\pi\rho}, \tag{36}$$

که

$$I(\rho, z) := \int_{D(\rho, z)} dS' J_z(\mathbf{r}'). \tag{37}$$

فرضی در صفحه ی  $z = z_0$  است که مرکز ش روی محور  $z$  و شعاع ش  $\rho$  است.  $D(\rho, z_0)$  یک حالت خاص سیم ی بلندی است که از آن جریان  $I$  می‌گذرد. محور  $z$  را این سیم می‌گیریم. نتیجه می‌شود

$$I(\rho, z) = I. \quad (38)$$

یک حالت خاص دیگر جریان چنبره‌ای ی یکنواخت است. چنبره شکلی است که از دوران یک خم مسطح بسته (ی نامتناطع) حول محوری در صفحه‌ی آن خم به دست می‌آید، که خم را قطع نمی‌کند. این محور را محور  $z$  می‌گیریم. فرض کنید از چنبره یک جریان سطحی می‌گذرد که تحت دوران حول محور  $z$  عوض نمی‌شود. در این صورت میدان مغناطیسی به شکل (36) است و داریم

$$I(\rho, z) = \begin{cases} I, & \text{دوران - چنبره}, \\ 0, & \text{بیرون - چنبره} \end{cases} \quad (39)$$

که  $I$  جریان کل چنبره است، با این قرارداد که در نزدیک‌ترین نقطه‌ی چنبره نسبت به محور  $z$ ، جهت قراردادی ی جریان جهت  $z$  است.

### 3.3

جریان‌ی را در نظر بگیرید که تحت انتقال در راستا‌ی یک محور و انعکاس نسبت به صفحه‌ها ی عمود بر آن محور عوض نمی‌شود. این محور را محور  $z$  می‌گیریم. چنین جریان‌ی به این شکل است

$$\mathbf{J}(\mathbf{r}) = \hat{\mathbf{x}} J_x(x, y) + \hat{\mathbf{y}} J_y(x, y), \quad (40)$$

یک حرکت اقلیدسی ی چپ‌گرد است که جریان را عوض نمی‌کند. پس میدان مغناطیسی را منفی می‌کند. از اینجا نتیجه می‌شود

$$\mathbf{H}(\mathbf{r}) = \hat{\mathbf{z}} H_z(x, y). \quad (41)$$

این‌جا هم ظاهرًا از تقارن تحت انتقال در راستا‌ی  $z$  استفاده نشد. علت آن است که هر انتقال در راستا‌ی  $z$  ترکیب دو انعکاس نسبت به صفحه‌ها یی عمود بر محور  $z$  است. مدار  $L$  را شامل چهار بخش بگیرید: یک بخش خم  $C$  در صفحه‌ی  $z = 0$ ، که از  $(x_1, y_1, 0)$  شروع و به  $(x_2, y_2, 0)$  ختم می‌شود، یک بخش انتقال یافته‌ی این خم به اندازه‌ی  $a$  در راستا‌ی محور  $z$ ، دو بخش دیگر هم پاره‌خط‌ها یی به طول  $a$  در راستا‌ی محور  $z$  که سرها‌ی متناظر آن خم‌ها را به هم وصل می‌کنند. با استفاده از قانون آمپر [6] برای این مدار نتیجه می‌شود

$$H_z(x_1, y_1) - H_z(x_2, y_2) = \int_C dl' \hat{\mathbf{n}}' \cdot \mathbf{J}(x', y'), \quad (42)$$

که  $\hat{\mathbf{n}}'$  بردار یکه ی عمود بر خم است، در جهت ی که بردار مماس بر خم،  $\hat{\mathbf{n}}'$  و  $\hat{\mathbf{z}}$  یک کنیج راستگرد می‌سازند. با میل دادن  $(x_2, y_2)$  به بینهایت (و با فرض این که در این حالت  $H(x_2, y_2)$  به صفر می‌گراید)، نتیجه می‌شود

$$\mathbf{H}(\mathbf{r}) = \hat{\mathbf{z}} J_s(x, y), \quad (43)$$

که

$$J_s(x, y) := \int_{C(x, y)} dl' \hat{\mathbf{n}}' \cdot \mathbf{J}(\mathbf{r}'), \quad (44)$$

و  $C(x, y)$  در صفحه ی  $z = 0$  است که از نقطه ی  $(x, y)$  شروع می‌شود و تا بینهایت می‌رود. یک حالت خاص این مثال استوانه ی بلندی است که یک جریان سطحی ی یکنواخت سمتی با چگالی ی  $J_s$  از آن می‌گذرد. مقطع استوانه دلخواه است. محور استوانه را محور  $z$  می‌گیریم. نتیجه می‌شود

$$J_s(x, y) = \begin{cases} J_s, & \text{درون استوانه} \\ 0, & \text{بیرون استوانه} \end{cases}. \quad (45)$$

## 4 مرجع

- [1] Steven Weinberg; “Gravitation and cosmology: principles and applications of the general theory of relativity”, (John Wiley & Sons, 1972) section 1 chapter 2

## 5 اسم‌های خاص

- [a] Minkowski
- [b] Levi-Civita
- [c] Maxwell
- [d] Biot-Savart
- [e] Ampère