

## Charged particle motion in electromagnetic fields

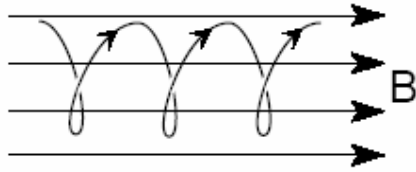
$$F = qE + q(\mathbf{v} \times \mathbf{B}) \quad \text{מחוק לורנץ מקבלים:}$$

$$\frac{d\mathbf{v}}{dt} = \frac{q}{m}(\mathbf{E} + \mathbf{v} \times \mathbf{B}) \quad \text{התאוצה:}$$

התאוצות בכיוונים השונים:

$$\begin{aligned} \frac{dv_z}{dt} &= 0 \\ \frac{d\mathbf{v}_\perp}{dt} &= \frac{qB}{m} \mathbf{v}_\perp \times \mathbf{e}_z \end{aligned}$$

המהירויות:



$$v_x = v_\perp \cos(\omega_g t + \phi)$$

$$v_y = v_\perp \sin(\omega_g t + \phi)$$

$$v_z = v_\parallel$$

מיקום מרכז המעגל:

$$x - x_0 = \frac{v_\perp}{\omega_g} \sin(\omega_g t + \phi)$$

$$y - y_0 = -\frac{v_\perp}{\omega_g} \cos(\omega_g t + \phi)$$

$$z - z_0 = v_\parallel t$$

תדירות הפרסציה:

$$\omega_g = qB/m.$$

רדיוס המעגל:

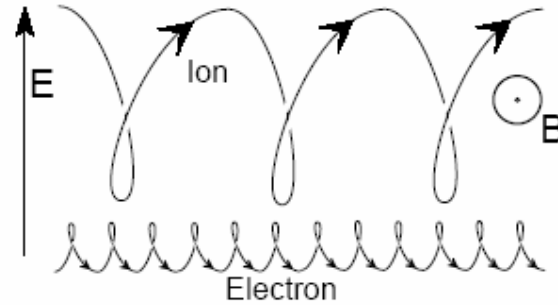
$$r_g = \frac{v_\perp}{\omega_g} = \frac{mv_\perp}{|q|B}.$$

היחס בין המהירות בכיוון השדה למהירות בניצב לו:

$$\alpha = \tanh^{-1} \frac{v_\perp}{v_\parallel}$$

## השפעת כוחות נוספים על התנועה הסיבובית:

### סחיפה כתוצאה משדה חשמלי ניצב:



במקרה זה כח לורנץ ניתן על ידי :

$$\frac{d\mathbf{v}_{\perp}}{dt} = \frac{q\mathbf{E}_{\perp}}{m} + \frac{q}{m}\mathbf{v} \times \mathbf{B}$$

$$\mathbf{v}_{\perp} = \mathbf{u} + \mathbf{w}$$

נציב ב  $\mathbf{v}$  שתי מהירויות שונות.

נציב במשוואת הכוחות :

$$\frac{d\mathbf{u}}{dt} = \frac{q\mathbf{E}_{\perp}}{m} + \frac{q}{m}\mathbf{v}_E \times \mathbf{B} + \frac{q}{m}\mathbf{u} \times \mathbf{B}$$

תנועת החלקיק תהיה כזו שתבטל לחלוטין את השפעת השדה החשמלי :

$$\frac{q\mathbf{E}_{\perp}}{m} + \frac{q}{m}\mathbf{v}_E \times \mathbf{B} = 0$$

נראה שהצבת הביטוי הנ"ל מקיימת את התנאי הנדרש:

$$\mathbf{v}_E = \frac{\mathbf{E} \times \mathbf{B}}{B^2}$$

באופן כללי יותר ניתן להציב כל כח הפועל על החלקיק ולקבל את הסחיפה הנגרמת מהשפעתו.

$$\mathbf{v}_F = \frac{\mathbf{F} \times \mathbf{B}}{qB^2}$$

## Polarization Drift

השפעת שינויים בשדה החשמלי:

נציב את כל אחד מחלקי כח לורנץ בביטוי הקודם:

$$\frac{m}{qB^2} \frac{dV}{dt} \times B = \frac{q}{qB^2} (E \times B) + \frac{q}{qB^2} (V \times B) \times B$$

ונקבל :

$$\frac{m}{qB^2} \frac{d\mathbf{v}}{dt} \times \mathbf{B} = \mathbf{E} \times \frac{\mathbf{B}}{B^2} + \mathbf{v}_\perp$$

עבור שדות אחידים מתקיים:  $E = -v \times B$

מכאן נקבל את מהירות הסחיפה :

כאשר  $w$  היא הסחיפה מן המקרה של השדה הניצב והאחיד מקודם.

$$\mathbf{v}_D = \mathbf{w}_E + \frac{1}{\omega_g B} \frac{d\mathbf{E}_\perp}{dt}$$

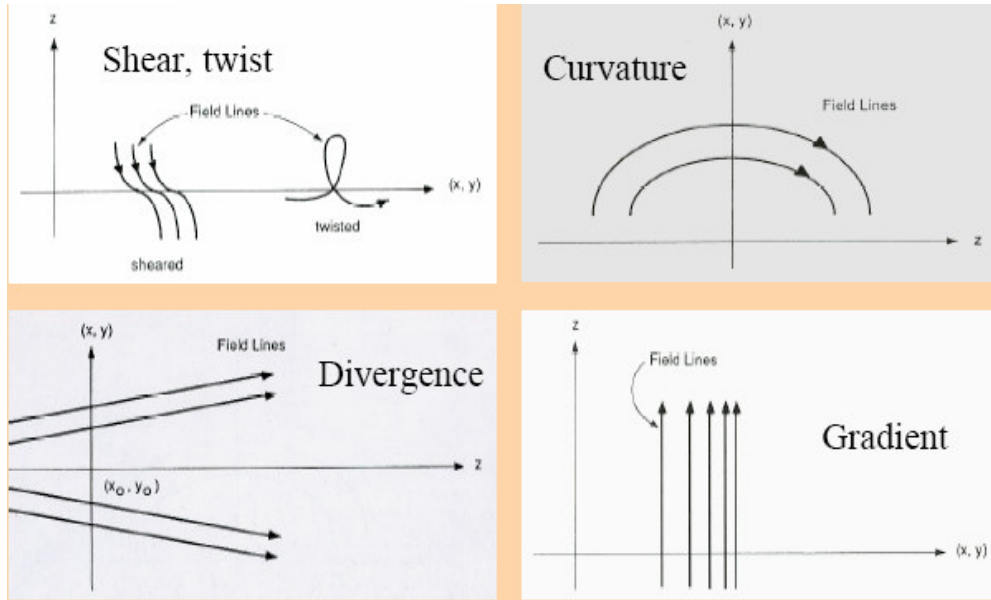
כך שהתרומה של השינוי השדה היא :

$$\mathbf{v}_P = \frac{1}{\omega_g B} \frac{d\mathbf{E}_\perp}{dt}$$

## Magnetic Gradient Drift

ניקח את B להיות כזה המשתנה במרחב :

$$\mathbf{B} = \mathbf{B}_0 + \mathbf{r} \cdot \nabla \mathbf{B}_0$$



נציב את הביטוי במשוואת הכוחות:

$$\frac{d\mathbf{v}}{dt} = \frac{q}{m}(\mathbf{v} \times \mathbf{B}_0) + \frac{q}{m}(\mathbf{v} \times (\mathbf{r} \cdot \nabla) \mathbf{B}_0)$$

נפריד את המהירות למהירות סיבובית  $\mathbf{v}_g$  ולמהירות קווית – מהגרדיאנט  $\mathbf{v}_\nabla$ :

$$\mathbf{v} = \mathbf{v}_g + \mathbf{v}_\nabla \quad \text{נציב :}$$

$$m \frac{d\mathbf{v}_g}{dt} = \frac{\mathbf{v}_g}{c} \times \mathbf{B}_0 \quad \text{כך ש:}$$

$$\frac{d\mathbf{v}_\nabla}{dt} = \frac{q}{m}(\mathbf{v}_\nabla \times \mathbf{B}_0) + \frac{q}{m}(\mathbf{v}_g \times (\mathbf{r} \cdot \nabla) \mathbf{B}_0)$$

במקרה שמהירות הסחיפה קבועה נקבל  $(d\mathbf{v}/dt=0)$  ובכן  $\frac{d\mathbf{v}_\nabla}{dt} \times \mathbf{B}_0 = 0$  ומכאן נובע:

$$\mathbf{v}_\nabla = \frac{1}{B^2} \langle (\mathbf{v}_g \times (\mathbf{r} \cdot \nabla) \mathbf{B}_0) \times \mathbf{B}_0 \rangle$$

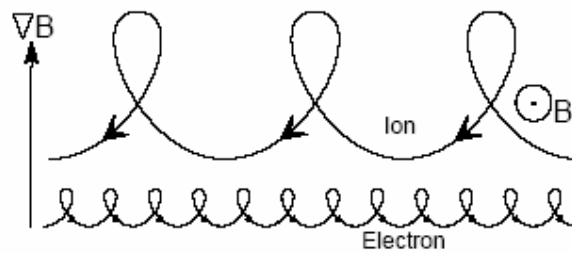
במקרה החד מימדי כאשר  $\mathbf{B}_0 = B_0(x)_z$ :

$$\mathbf{v}_{\nabla} = \frac{1}{B_0} \left\langle \mathbf{v}_g x \frac{dB_0}{dx} \right\rangle$$

ובמקרה הכללי:

$$\mathbf{v}_{\nabla} = \frac{mv_{\perp}^2}{2qB^3} (\mathbf{B} \times \nabla B)$$

אופן התנועה ביחס לשדות:



Electric Field :  $\mathbf{v}_E = \frac{1}{B^2} \mathbf{E} \times \mathbf{B}$

General Force :  $\mathbf{v}_F = \frac{1}{qB^2} \mathbf{F} \times \mathbf{B}$

Polarisation :  $\mathbf{v}_P = \frac{m}{qB^2} \frac{d\mathbf{E}_{\perp}}{dt}$

Curvature :  $\mathbf{v}_C = \frac{mv_{\parallel}^2}{qB^4} \mathbf{B} \times [(\mathbf{B} \cdot \nabla) \mathbf{B}]$

Gradient :  $\mathbf{v}_{\nabla} = \frac{mv_{\perp}^2}{2qB^3} (\mathbf{B} \times \nabla B)$

## היפוך כיוון הפרסציה והחזרה מן הקטבים

המומנט המגנטי הוא היחס בין האנרגיה הקינטית של החלקיק לעצמת השדה המגנטי :

$$\mu = \frac{mv_{\perp}^2}{2B}$$

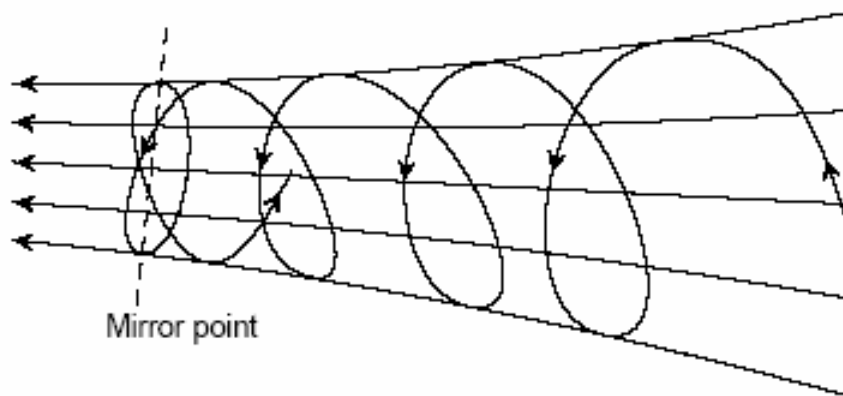
כאשר קווי השדה מתכנסים, משתנה גם היחס בין המהירות בציר z למהירות המשיקית, כך שגודל המהירות נשמר. מכאן ניתן להציב :

$$\mu = \frac{mv^2 \sin^2 \alpha}{2B}$$

כך שניתן לראות כי קיים קשר ישיר בין הזווית ביניהם לעצמת השדה המגנטי.

$$\frac{\sin^2 \alpha_2}{\sin^2 \alpha_1} = \frac{B_2}{B_1}$$

וכאשר הזווית תגיע ל 90 מעלות כיוון המהירות יתהפך.



## החלק הכמותי – בכדור הארץ

השדה המגנטי בקירבת כדור הארץ:

$$\mathbf{B} = \frac{\mu_0}{4\pi} \frac{M_E}{r^3} (-2 \cos \theta, \sin \theta, 0)$$

מומנט הדיפול של כדור הארץ:

$$M_E = 8.05 \times 10^{22} \text{ A m}^2$$

$$\vartheta = \pi/2 - \theta \quad \text{מדידת הזווית היא על פי :}$$

ניתן לראות כי כל קו שדה מתנהג על פי המשוואה:

$$r = r_{\text{eq}} \cos^2 \vartheta$$

כאשר  $r_{\text{eq}}$  הוא המרחק מכדור הארץ מול קו המשווה אל קו השדה.

נגדיר קליפת שדה ביחידות כדור הארץ:

$$L = r_{\text{eq}}/R_E$$

רדיוס כדור הארץ:

$$R_E = 6.37 \times 10^6$$

עצמת השדה המגנטי לאורך הקו המגנטי ניתנת על ידי:

$$B = \frac{B_E}{L^3} \frac{(1 + 3 \sin^2 \vartheta)^{1/2}}{\cos^6 \vartheta}$$

כאשר  $B_E$  הוא השדה בכדור הארץ:

$$B_E = \mu_0 M_E / (4\pi R_E^3) = 3.11 \times 10^{-5} \text{ T}$$

## חישוב רדיוס הסיבוב של הפרוטונים והאלקטרונים:

ניקח לדוגמא מקרה פשוט ונסתכל מול קו המשווה :

כלומר,

$$(\vartheta = 0^\circ)$$

$$B_{eq} = \frac{B_E}{L^3}$$

במקרה זה נקבל:

נציב בתדירות הסיבוב ונקבל:

$$\Omega_p = \frac{e B}{m_p} = 2.98 L^{-3} \text{ kHz},$$

$$|\Omega_e| = \frac{e B}{m_e} = 5.46 L^{-3} \text{ MHz},$$

באותו אופן נוכל לחשב את רדיוס הסיבוב של החלקיקים ביחס לרדיוס כדור הארץ:

$$\frac{\rho_p}{R_E} = \frac{\sqrt{2 \mathcal{E} m_p}}{e B R_E} = \sqrt{\mathcal{E}(\text{MeV})} \left( \frac{L}{11.1} \right)^3$$

$$\frac{\rho_e}{R_E} = \frac{\sqrt{2 \mathcal{E} m_e}}{e B R_E} = \sqrt{\mathcal{E}(\text{MeV})} \left( \frac{L}{38.9} \right)^3$$



## חישוב נקודת ההחזרה וזמן המחזור של התהליך

ניזכר כי :

$$\alpha = \tan^{-1}(v_{\perp}/v_{\parallel})$$

כך שהיחס בין הזווית והשדה בכל נקודה במהלך קו השדה ביחס לקו המשווה הוא :

$$\frac{\sin^2 \alpha}{\sin^2 \alpha_{\text{eq}}} = \frac{B}{B_{\text{eq}}}$$

חישבנו קודם כי :

$$B_{\text{eq}} = B_E/L^3$$

נחשב היכן (באיזה קו אורך) מתבצע שינוי הכיוון, כלומר, שהזווית היא 90 והמהירות המקבילה היא 0.

$$\alpha = 90^\circ \text{ (i.e., } v_{\parallel} = 0\text{)}$$

נחשב את היחס בין השדה בקו המשווה לשדה בנקודת המראה (mirror).

$$\sin^2 \alpha_{\text{eq}} = \frac{B_{\text{eq}}}{B_m} = \frac{\cos^6 \vartheta_m}{(1 + 3 \sin^2 \vartheta_m)^{1/2}}$$

מה קורה לחלקיקים שמגיעים נמוך מ 100 ק"מ ?

## חישוב זמן המחזור בין נקודות המראה:

יש לחשב אינטגרל מסלולי לאורך מסלול החלקיק במשך מחזור שלם:

$$\tau_b = 4 \int_0^{\vartheta_m} \frac{d\vartheta}{v_{\parallel}} \frac{ds}{d\vartheta}$$

פתרון האינטגרל הוא באופן נומרי, זאת מכיוון שמהירות ההתקדמות לאורך המסלול אינה אחידה.  
תוצאה מקורבת היא:

$$\tau_b \simeq \frac{L R_E}{(\mathcal{E}/m)^{1/2}} (3.7 - 1.6 \sin \alpha_{eq})$$

אם נציב עבור פרוטון:

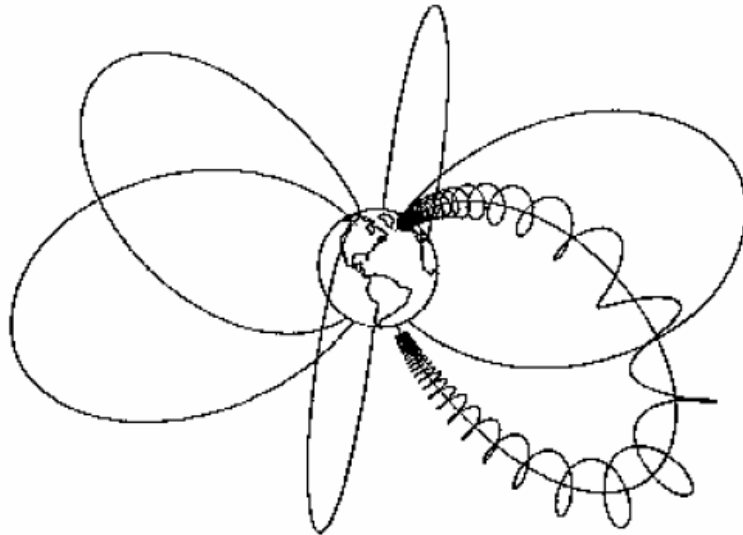
$$(\tau_b)_p \simeq 2.41 \frac{L}{\sqrt{\mathcal{E}(\text{MeV})}} (1 - 0.43 \sin \alpha_{eq}) \text{ secs}$$

ועבור אלקטרון:

$$(\tau_b)_e \simeq 5.62 \times 10^{-2} \frac{L}{\sqrt{\mathcal{E}(\text{MeV})}} (1 - 0.43 \sin \alpha_{eq}) \text{ secs.}$$

מן המשוואות ניתן לראות שעבור לאלקטרונים עם אנרגיה קינטית מסדר גודל של MeV

יש זמן מחזור של פחות משנייה אחת. ולפרוטונים עם אותה אנרגיה כ 1-10 שניות.



## חישוב זמן המחזור בכיוון האופקי – סביב כדור הארץ:

נחזור ונסתכל על הביטוי לסחיפה הנגרמת כתוצאה מגרדיאנט בשדה המגנטי.

- (השדה המגנטי נחלש בכיוון הרדיאלי – עם המרחק מכדור הארץ)

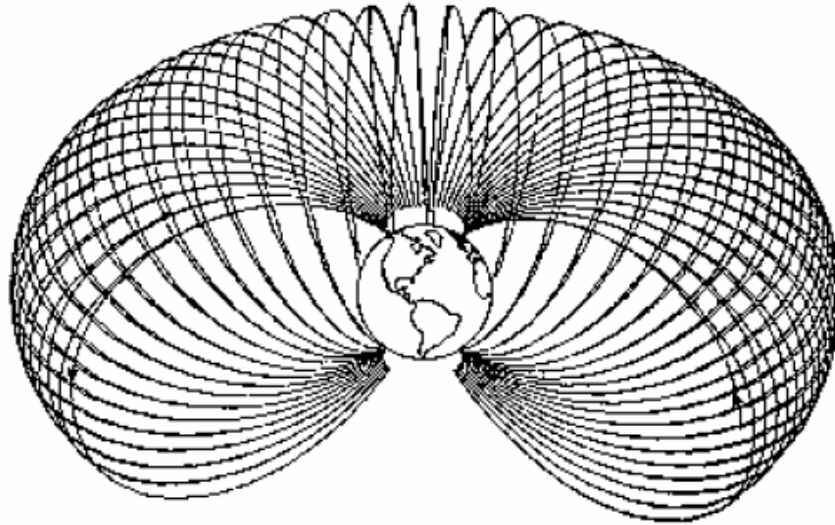
הביטוי למהירות הסחיפה:

$$\mathbf{v}_\nabla = \frac{mv_\perp^2}{2qB^3} (\mathbf{B} \times \nabla B)$$

אם נכניס לביטוי את B של כדור הארץ (מקודם) נקבל:

$$\mathbf{v}_{1\perp} \simeq -\text{sgn}(\Omega) \frac{6 \mathcal{E} L^2}{e B_E R_E} (1 - B/2B_m) \frac{\cos^5 \vartheta (1 + \sin^2 \vartheta)}{(1 + 3 \sin^2 \vartheta)^2} \hat{\varphi}$$

באופן אינטואיטיבי  $B(\hat{r}, \hat{\theta}, 0) \times \nabla B(\hat{r}, 0, 0) \Rightarrow V(0, 0, \hat{\varphi})$



- ניתן לראות מן הביטוי שקיבלנו כי ככל שהמיקום בקווי הגובה הוא גבוה יותר הביטוי קטן יותר – כלומר שרוב הזרם זורם סביב קו המשווה.

- מכיוון שהחלקיקים נעים מקוטב אל קוטב במהירות גדולה אך הסחיפה העיקרית היא במרכז – כך שכדי לחשב את מהירות הסחיפה יש למצע על פני מחזור שלם.

- המיצוע יכול להתבצע רק בצורה נומרית, והקרוב הוא:

$$\langle v_d \rangle \simeq \frac{6 \mathcal{E} L^2}{e B_E R_E} (0.35 + 0.15 \sin \alpha_{eq})$$

כדי לקבל את הזמן, יש לחלק את היקף המסלול במהירות הסחיפה:

$$\langle \tau_d \rangle = \frac{2\pi L R_E}{\langle v_d \rangle} \simeq \frac{\pi e B_E R_E^2}{3 \mathcal{E} L} (0.35 + 0.15 \sin \alpha_{eq})^{-1}$$

מכיוון שבביטוי הנ"ל המסה אינה מופיעה בצורה מפורשת – אין הבדל במהירות בין אלקטרון לפרוטון אך הכיוון הוא הפוך.

$$\langle \tau_d \rangle_p = \langle \tau_d \rangle_e \simeq \frac{1.05}{\mathcal{E}(\text{MeV}) L} (1 + 0.43 \sin \alpha_{eq})^{-1} \text{ hours}$$

כך שהביטוי הוא מסדר גודל של שעות בודדות.