

מהו המודל הפשוט ביותר למוליך למחצה?

המודל הפשוט ביותר למוליך למחצה הוא המודל של המוליך למחצה אינרנטי.

$$\left[\frac{-\hbar^2 \nabla^2}{2m^*} - \frac{e^2}{\epsilon r} \right] \psi(r) = E \psi(r)$$

המודל הפשוט ביותר למוליך למחצה

המודל הפשוט ביותר למוליך למחצה הוא המודל של המוליך למחצה אינרנטי. המודל הזה מתאר את המוליך למחצה כמוליך למחצה אינרנטי עם קבוצת אנרגיה של דונור (donor) וקבוצת אנרגיה של אקספטור (acceptor). המודל הזה מתאר את המוליך למחצה כמוליך למחצה אינרנטי עם קבוצת אנרגיה של דונור (donor) וקבוצת אנרגיה של אקספטור (acceptor).

$$\left[\frac{-\hbar^2 \nabla^2}{2m^*} - \frac{e^2}{\epsilon r} \right] \psi(r) = E \psi(r)$$

המודל הפשוט ביותר למוליך למחצה

המודל הפשוט ביותר למוליך למחצה הוא המודל של המוליך למחצה אינרנטי.

המודל הפשוט ביותר למוליך למחצה

המודל הפשוט ביותר למוליך למחצה

המודל הפשוט ביותר למוליך למחצה הוא המודל של המוליך למחצה אינרנטי. המודל הזה מתאר את המוליך למחצה כמוליך למחצה אינרנטי עם קבוצת אנרגיה של דונור (donor) וקבוצת אנרגיה של אקספטור (acceptor).

$$H \begin{pmatrix} \psi_1 \\ \psi_2 \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} H_{11} & H_{12} \\ H_{21} & H_{22} \end{pmatrix} \begin{pmatrix} \psi_1 \\ \psi_2 \end{pmatrix} = E \begin{pmatrix} \psi_1 \\ \psi_2 \end{pmatrix}$$

התנאי של הבעיה הוא שיש לנו פונקציית גל שמתארת את המערכת.

$$\left[-\frac{\hbar^2}{2m} \left(\frac{d^2}{dr^2} + \frac{1}{r} \frac{d}{dr} \right) - \frac{e^2}{r} \right] \psi(r) = E \psi(r) \quad \psi(r) \propto e^{-\frac{r}{a_0}}$$

$$\left[-\frac{\hbar^2}{2m} \left(\frac{1}{a_0^2} - \frac{1}{r a_0} \right) - \frac{e^2}{r} \right] \psi(r) = E \psi(r) \quad \rightarrow \quad \Sigma = \frac{\hbar^2 E}{2m e^2}$$

$$E = -\frac{\hbar^2}{2m a_0^2}$$

התנאי של הבעיה הוא שיש לנו פונקציית גל שמתארת את המערכת.

$$I_{ij} \propto e^{-\frac{|\vec{r}_i - \vec{r}_j|}{a_0}}$$

התנאי של הבעיה הוא שיש לנו פונקציית גל שמתארת את המערכת.

$$H = E_d \sum_i c_i^\dagger c_i + \sum_{ij} I_{ij} c_i^\dagger c_j$$

התנאי של הבעיה הוא שיש לנו פונקציית גל שמתארת את המערכת.

$$H = \sum_{\langle ij \rangle} I_{ij} c_i^\dagger c_j$$

התנאי של הבעיה הוא שיש לנו פונקציית גל שמתארת את המערכת.

$$B \rightarrow 0 \quad 0 \quad \bullet$$

$$A \rightarrow 0 \quad \bullet \quad 0$$

$$\bullet \quad 0 \quad \bullet$$

$$H = \begin{pmatrix} 0 & H_{ab} \\ H_{ba} & 0 \end{pmatrix}$$

$$H_{ab} = H_{ba}^\dagger$$

$$H \begin{pmatrix} \psi_a \\ \psi_b \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} H_{ab} \psi_b \\ H_{ba} \psi_a \end{pmatrix} = E \begin{pmatrix} \psi_a \\ \psi_b \end{pmatrix} \quad E \text{ זהו הערך העigen של המטריצה}$$

$$H \begin{pmatrix} -\psi_a \\ \psi_b \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} H_{ab} \psi_b \\ -H_{ba} \psi_a \end{pmatrix} = E \begin{pmatrix} -\psi_a \\ \psi_b \end{pmatrix} = -E \begin{pmatrix} \psi_a \\ \psi_b \end{pmatrix} \quad -E \text{ זהו הערך העigen של המטריצה}$$

המקור של E_{min} הוא $E = -\frac{W}{2}$ ו- $E = \frac{W}{2}$ כאשר N הוא מספר האטומים. E_{min} הוא המינימום של E כאשר N הוא מספר האטומים.

$(\frac{\Delta}{W})^N$ - ההסתברות לפי קוונטיזציה של המצבים היש

$E_{min} = 2I \sum_{i=1}^N \cos(k_i a)$ - האנרגיה הכוללת של המערכת היא $E = E_{min} + \delta E$
 כאשר $k_i = \frac{2\pi i}{Na}$ עבור N מצבים המצבים היש

$E_{min} = 2I d \cos(\frac{2\pi}{Na})$ - כאשר $N_i \sim N^{1/d}$ הוא מספר המצבים
 $\approx -2Id + (2\pi)^2 Id N^{-\frac{d}{2}} = E_{min} + \delta E$

$N \sim (\frac{\delta E}{I})^{-\frac{d}{2}}$ - מספר המצבים הוא $E_{min} + \delta E$ כאשר δE הוא הפרש האנרגיה

$P(\delta E) \sim (\frac{\Delta}{W}) (\frac{\delta E}{I})^{\frac{d}{2}} \equiv e^{-c(\frac{I}{\delta E})^{\frac{d}{2}}}$ - ההסתברות לפי קוונטיזציה של המצבים היש

$\frac{dN}{dE} \sim \frac{d}{2} \frac{c}{I} (\frac{I}{\delta E})^{\frac{d}{2}+1} e^{-c(\frac{I}{\delta E})^{\frac{d}{2}}}$ - essential singularity for $\delta E \rightarrow 0$ הוא מראה

המקור של E_{min} הוא $E = -\frac{W}{2}$ ו- $E = \frac{W}{2}$ כאשר N הוא מספר האטומים.

כאשר χ הוא המודולוס של המערכת $\chi \equiv \frac{W}{I}$ כאשר χ הוא המודולוס של המערכת. χ הוא המודולוס של המערכת. χ הוא המודולוס של המערכת. χ הוא המודולוס של המערכת.

$d=12$ ו $1d$ פת $d=3$ ו הנגזרת פונקציה ψ של x ו ψ של x ו ψ של x

$$H = \begin{pmatrix} \epsilon_1 & I \\ I & \epsilon_2 \end{pmatrix}$$

מטריצה של H ו I של H

$$\det(\epsilon - H) = (\epsilon - \epsilon_1)(\epsilon - \epsilon_2) - I^2 = 0$$

מטריצה של H

$$\epsilon_{\pm} = \frac{\epsilon_1 + \epsilon_2}{2} \pm \sqrt{\left(\frac{\epsilon_1 - \epsilon_2}{2}\right)^2 - \epsilon_1 \epsilon_2 + I^2}$$

$$= \frac{\epsilon_1 + \epsilon_2}{2} \pm \sqrt{\left(\frac{\epsilon_1 - \epsilon_2}{2}\right)^2 + I^2}$$

$$\psi_{\pm} = N_{\pm} \begin{pmatrix} I \\ \epsilon_{\pm} - \epsilon_1 \end{pmatrix}$$

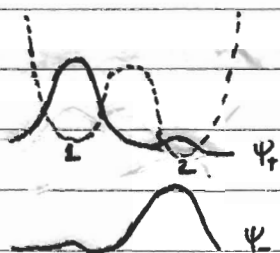
נורמליזציה

מטריצה של H

$$\psi_+ = \psi_1 + \frac{I}{\epsilon_1 - \epsilon_2} \psi_2$$

$I \ll |\epsilon_1 - \epsilon_2|$ מצוי

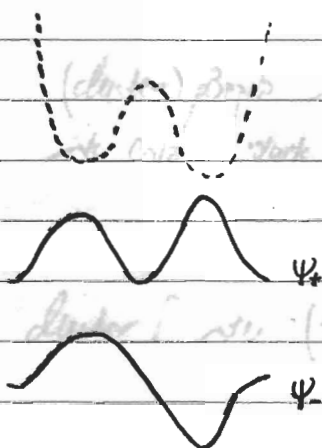
$$\psi_- = \psi_2 + \frac{I}{\epsilon_2 - \epsilon_1} \psi_1$$



המטריצה של H ו I של H ו I של H

$$\psi_{\pm} = \frac{1}{\sqrt{2}} (\psi_1 \pm \psi_2)$$

$I \gg |\epsilon_1 - \epsilon_2|$ מצוי



המטריצה של H ו I של H ו I של H

$\frac{\Delta}{2} = 2I \Rightarrow \Delta = 4I$ Δ is the distance between nodes

start cluster size when network stabilizes \leftarrow

$\frac{\Delta}{W} = X_c \approx 0.3$ X_c is the critical value

$\frac{4I}{W} \approx 0.3$ I is the average number of neighbors

$\Rightarrow \left(\frac{I}{W}\right)_c = 0.075$

$\left(\frac{I}{W}\right)_c = 0.066$ I is the average number of neighbors

scaling is the same for all network sizes. The scaling behavior is the same for all network sizes.

Let \vec{r} be the position vector of a node. The probability of finding a node at \vec{r} is $P(\vec{r})$.

The probability of finding a node at \vec{r} is $P(\vec{r})$. The probability of finding a node at \vec{r} is $P(\vec{r})$.

$\frac{dP}{dr} = \frac{d}{dr} \left(1 - \frac{dr}{c}\right)^{\frac{r}{c}}$

$\lim_{dr \rightarrow 0} \left(1 - \frac{dr}{c}\right)^{\frac{r}{c}} = \lim_{N \rightarrow \infty} \left(1 - \frac{1}{N}\right)^N = e^{-1}$

$= e^{-\frac{dr}{c}} = e^{-\frac{dr}{2c}}$

$\frac{1}{2c} e^{-\frac{dr}{2c}} dr$ Δr is the distance between nodes

$P_n(\vec{r})$ is the probability of finding a node at \vec{r} . The probability of finding a node at \vec{r} is $P_n(\vec{r})$.

$$P_{N+1}(\vec{r}) = \int P(\Delta\vec{r}) P_N(\vec{r} - \Delta\vec{r}) d^d \Delta\vec{r}$$

$\Delta\vec{r}$ זעקע ווי פארווארט ווערט פאקטאריזירט ווי אזוי פארווארט ווערט $P_N(\vec{r})$ $N \rightarrow \infty$ זעקע
 דאס לעבן פאר זעקע ווערט אזוי אז פארווארט

$$P_{N+1}(\vec{r}) = \int P(\Delta\vec{r}) \left[P_N(\vec{r}) - \Delta\vec{r} \cdot \vec{\nabla} P_N(\vec{r}) + \frac{1}{2} (\Delta\vec{r} \cdot \vec{\nabla})^2 P_N(\vec{r}) + \dots \right] d^d \Delta\vec{r}$$

$$\int P(\Delta\vec{r}) d^d \Delta\vec{r} = 1, \quad \int P(\Delta\vec{r}) \cdot \Delta\vec{r} d^d \Delta\vec{r} = 0 \quad \text{פארווארט ווערט} \quad \text{ע פארווארט}$$

$$= P_N(\vec{r}) + \frac{1}{2} \sum_{i=1}^d \sum_{j=1}^d \langle \Delta r_i \Delta r_j \rangle \frac{\partial^2 P_N(\vec{r})}{\partial r_i \partial r_j}$$

פארווארט ווערט $\langle \Delta r_i \Delta r_j \rangle = 0$ ע פארווארט ווערט ווערט

$$= P_N(\vec{r}) + \frac{1}{2d} \langle \Delta r^2 \rangle \nabla^2 P_N(\vec{r})$$

$$\langle \Delta r_i^2 \rangle = \frac{1}{d} \langle \Delta r^2 \rangle \quad \text{ע פארווארט ווערט}$$

זעקע ווערט פארווארט ווערט פארווארט N פארווארט ווערט פארווארט פארווארט
 פארווארט ווערט פארווארט $P(t, \vec{r}) = P_N(\vec{r})$ פארווארט ווערט פארווארט $t = NZ$

$$P(t+\tau, \vec{r}) - P(t, \vec{r}) = \frac{1}{2d} \langle \Delta r^2 \rangle \nabla^2 P(t, \vec{r})$$

$$\frac{P(t+\tau, \vec{r}) - P(t, \vec{r})}{\tau} = \frac{1}{2d} \frac{\langle \Delta r^2 \rangle}{\tau} \nabla^2 P(t, \vec{r})$$

פארווארט ווערט פארווארט פארווארט
 פארווארט ווערט פארווארט

$$\frac{\partial P}{\partial t} = D \nabla^2 P$$

$$D = \frac{1}{2d\tau} \langle \Delta r^2 \rangle$$

פארווארט ווערט פארווארט

$$= \frac{1}{2d\tau} \int_0^\infty \frac{d\Delta r}{d\Delta r} e^{-\frac{\Delta r^2}{2\tau}} \cdot \Delta r^2 = \frac{1}{2d\tau} \cdot 2(\tau)^2 = \frac{\tau}{d} \quad \text{פארווארט ווערט}$$

$$\sigma = \frac{n e^2 \tau}{m}$$

מכאן נראה שהתנודות הן
הן עדיין כאלו של חלקיקים חופשיים.

$$n = \frac{A d k_F^d}{(2\pi)^d}$$

$$A_d = \begin{cases} 2 & d=1 \\ \pi & d=2 \\ \frac{4\pi}{3} & d=3 \end{cases}$$

הנפח של המרחב k הוא $\frac{4\pi}{3} k^3$ ויש לנו 2 סוגים של ספינים.

$$v = \frac{dn}{dE_F} = \frac{dn}{dk_F} \frac{dk_F}{dE_F}$$

המהירות v היא המהירות של חלקיקים במרחב k.

$$= \frac{A_d d \cdot k_F^{d-1}}{(2\pi)^d} \frac{1}{\hbar k_F}$$

$$E_F = \frac{\hbar^2 k_F^2}{2m}$$

$$\frac{dE_F}{dk_F} = \frac{\hbar^2 k_F}{m} = \hbar v$$

$$\sigma = e^2 v \frac{n}{d} \frac{\hbar k_F}{m} \tau$$



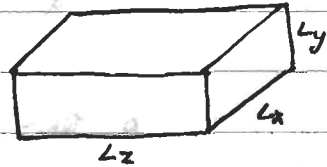
$$= e^2 v \frac{U_F \tau}{d}$$

$$= e^2 v D$$

(Einstein relation)

התנודות הן כאלו של חלקיקים חופשיים - לכן יש לנו את המהירות v ואת המסה m .

$$G = \sigma \frac{L_x L_y}{L_z} \quad \left(= \sigma \frac{L^{d-1}}{L} = \sigma L^{d-2} \right)$$



$$= \frac{e^2 D}{L_z^2} (v \cdot L_x L_y L_z)$$



$$= \frac{e^2 D \hbar}{L_z^2} \frac{1}{\Delta}$$

Δ : (E_F) סדר גודל המרחק בין רמות האנרגיה
mean-level spacing

התנודות הן כאלו של חלקיקים חופשיים

$$= \frac{e^2}{h} \frac{h}{e} \frac{1}{\tau_c} \frac{1}{\Delta}$$

Thouless time $\tau_c = \frac{L^2}{D}$
 זהו זמן שבו הפרדת אנרגיה בין המצבים
 היא גדולה מסדר הגודל של המערכת

$$= \frac{e^2}{h} \frac{E_c}{\Delta}$$

$E_c = \frac{h}{e} \frac{e^2}{L^2} = \frac{e^2}{L^2}$ Thouless energy
 זהו (זמן) שבו הפרדת אנרגיה בין המצבים
 היא גדולה מסדר הגודל של המערכת

$$g = \frac{G}{e^2/h} = \frac{E_c}{\Delta}$$

dimensionless conductance g של המערכת
 היא פרופורציונלית ל- E_c/Δ
 $E_F, \frac{h}{e} \gg E_c, \Delta$

האם L היא הפרדת אנרגיה בין המצבים? או שיש לה משמעות אחרת?
 כן, E_c היא הפרדת אנרגיה בין המצבים בגודל המערכת. זהו זמן שבו הפרדת אנרגיה בין המצבים היא גדולה מסדר הגודל של המערכת.
 $E_c \gg \Delta$ זהו המקרה של המערכת הקלאסית. הפרדת אנרגיה בין המצבים היא גדולה מסדר הגודל של המערכת.
 $E_c \ll \Delta$ זהו המקרה של המערכת הקוונטית. הפרדת אנרגיה בין המצבים היא קטנה מסדר הגודל של המערכת.
 הפרדת אנרגיה בין המצבים היא פרופורציונלית ל- L^{-2} . הפרדת אנרגיה בין המצבים היא פרופורציונלית ל- L^{-2} . הפרדת אנרגיה בין המצבים היא פרופורציונלית ל- L^{-2} .

האם יש scaling של g עם L ?
 כן, g היא פרופורציונלית ל- L^{-2} . הפרדת אנרגיה בין המצבים היא פרופורציונלית ל- L^{-2} . הפרדת אנרגיה בין המצבים היא פרופורציונלית ל- L^{-2} .

$$\frac{1}{\Delta(L)} = \nu L^d \Rightarrow \frac{1}{\Delta(bL)} = \nu (bL)^d$$

$$\Delta(bL) = b^{-d} \Delta(L)$$

? $E_c(bL)$? $E_c(L)$ מהו E_c של המערכת?

היא נקראת "scaling" ונחשב $E_c(bL)$ ו- $E_c(L)$ יחד
 והיא נקראת "scaling" ונחשב $E_c(bL)$ ו- $E_c(L)$ יחד
 והיא נקראת "scaling" ונחשב $E_c(bL)$ ו- $E_c(L)$ יחד

① $g(bL) = f(b, g(L))$

"scaling" נחשב
 Gang of four: Abrahams, Anderson,
 Licciardello, Ramakrishnan

f scaling נקראת "scaling" ונחשב $E_c(bL)$ ו- $E_c(L)$ יחד

היא נקראת "scaling" ונחשב $E_c(bL)$ ו- $E_c(L)$ יחד

$g(L) = \frac{G(L)}{e^2/\kappa} = \frac{\sigma}{e^2/\kappa} L^{d-2}$

$(g > 1) \checkmark$ נחשב $E_c(bL)$ ו- $E_c(L)$ יחד

$g(bL) = b^{d-2} g(L)$



היא נקראת "scaling" ונחשב $E_c(bL)$ ו- $E_c(L)$ יחד

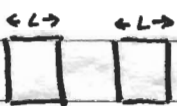
$g(L) = g_0 e^{-\frac{L}{\xi}}$

ξ : נחשב $E_c(bL)$ ו- $E_c(L)$ יחד

$g(bL) = g_0 \left(\frac{g(L)}{g_0}\right)^b$



היא נקראת "scaling" ונחשב $E_c(bL)$ ו- $E_c(L)$ יחד



היא נקראת "scaling" ונחשב $E_c(bL)$ ו- $E_c(L)$ יחד

$E_c(L) \sim \frac{E_c^2(L)}{\Delta(L)} = \sum_{\epsilon_1, \epsilon_2} \delta(\epsilon_1 - \epsilon_2) \langle \psi | H | \psi \rangle^2$

$$g(2L) = \frac{E_c(2L)}{\Delta(2L)} = \overset{\text{def}}{C} \frac{E_c(L)}{2^{-d}\Delta(L)} \frac{E_d(L)}{\Delta(L)} = C 2^d g^2(L) \quad \text{1-2d}$$

$$g(L) = g_0 e^{-\frac{L}{\xi}} \quad (g_0^{-1} = C 2^d) \quad \text{min. W. L. is when parse prod. is}$$

if there is per phase for power \otimes rep. in scaling in min

$$\frac{dg(bL)}{db} = \frac{df(b, g(L))}{db} \quad \text{1-2d} \quad \otimes \quad \text{per}$$

$$\frac{1}{b} \frac{dg(bL)}{dL} = \frac{g(bL)}{b} \frac{d \ln g(bL)}{d \ln L}$$

$$\frac{d \ln g}{d \ln L} = \left. \frac{1}{g} \frac{df(b, g)}{db} \right|_{b=1} = \beta(g) \quad \leftarrow$$

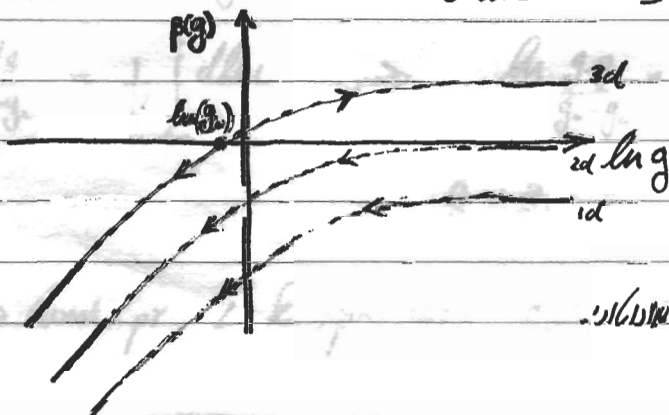
$g \gg 1$ is $\beta(g) < 0$ is $\beta(g) > 0$

for $\beta(g) > 0$ is $\beta(g) < 0$ is $\beta(g) > 0$ is $\beta(g) < 0$ is $\beta(g) > 0$ is $\beta(g) < 0$ is $\beta(g) > 0$ is $\beta(g) < 0$ is

$$g(L) \sim L^{d-2} \Rightarrow \beta(g) = d-2 \quad g \gg 1 \quad \text{1-2d} \quad \text{per}$$

$$g(L) = g_0 e^{-\frac{L}{\xi}} \Rightarrow \ln g = \ln g_0 - \frac{L}{\xi} \quad g < 1 \quad \text{1-2d} \quad \text{per}$$

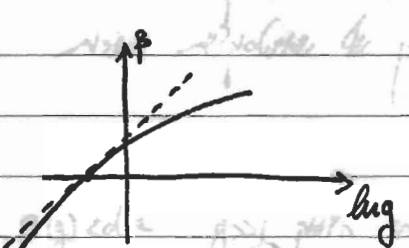
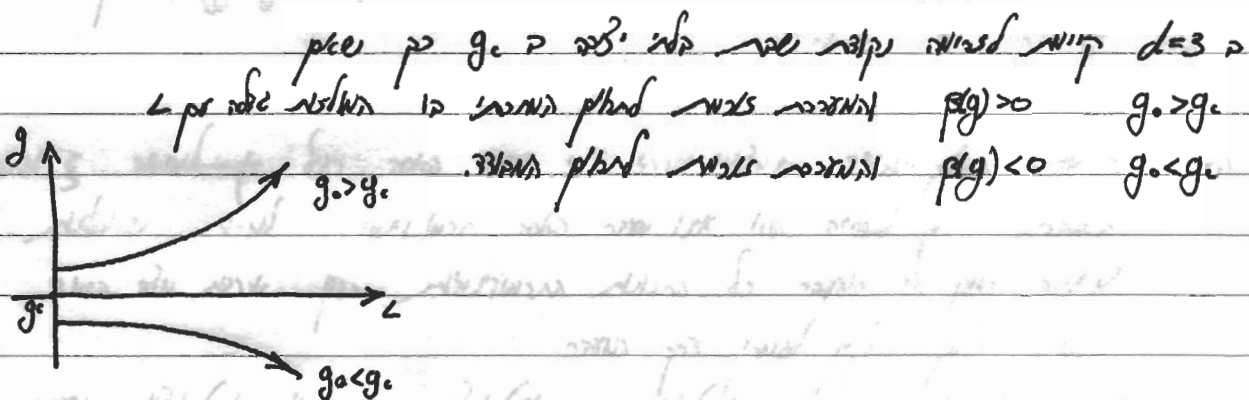
$$\beta(g) = \frac{d \ln g}{d \ln L} = -\frac{L}{\xi} = \ln\left(\frac{g}{g_0}\right)$$



if there is per phase for power \otimes rep. in scaling in min

האם g_0 היא נקודת שיווי המשקל? האם היא יציבה? האם היא אי-יציבה? האם היא נקודת שיווי משקל?

אם $d=1, 2$ אז $\beta(g) < 0$ עבור $g > g_0$ ו- $\beta(g) > 0$ עבור $g < g_0$.
 זה אומר ש- g_0 היא נקודת שיווי משקל יציבה.



הנקודה g_0 היא נקודת שיווי משקל יציבה.
 עבור $g = g_0$ מתקיים $\beta(g) = 0$.

$$\beta(g) = \frac{1}{\nu} \left(\frac{g - g_0}{g_0} \right)$$

הנקודה g_0 היא נקודת שיווי משקל יציבה.
 עבור $g = g_0$ מתקיים $\beta(g) = 0$.

אם $g = g_0$ אז $\beta(g) = 0$.

$$\frac{1}{g_0} \frac{dg}{d \ln L} = \frac{1}{\nu} \frac{g - g_0}{g_0}$$

$$\int_{g_0}^g \frac{dg}{g - g_0} = \frac{1}{\nu} \int_{L_0}^L \frac{d \ln L}{L} \Rightarrow \ln \frac{g - g_0}{g_0 - g_0} = \frac{1}{\nu} \ln \left(\frac{L}{L_0} \right)$$

$$g = g_0 + (g_0 - g_0) \left(\frac{L}{L_0} \right)^{\nu}$$

הנקודה g_0 היא נקודת שיווי משקל יציבה.
 עבור $g = g_0$ מתקיים $\beta(g) = 0$.

