

ଅନେକ ଅନ୍ତରୀକ୍ଷ ଭାଗ - ୧୪

ଚନ୍ଦ୍ରଗୁହଣ ଓ ସୂର୍ଯ୍ୟପରାଗ ୨ୟ ଭାଗ

ମୂଳ ରଚନା: ଡ. ଅରବିନ୍ ସି. ରାନାତେ, ଓଡ଼ିଆ ରୂପାନ୍ତର: ସୃଜନିକା, ଭୁବନେଶ୍ୱର

ଅନେକ ଅନ୍ତରୀକ୍ଷର ପନ୍ଦରତମ ଭାଗକୁ ଶ୍ରୋତାବନ୍ଧୁମାନଙ୍କୁ ସ୍ଥାଗତ । ଗତ ଥର ଆମେ ଶୁଣିଥିଲେ ଯେ ପୂର୍ଣ୍ଣମୀ କ'ଣ, ଅମାବାସ୍ୟା କ'ଣ, ଛାଇ କ'ଣ, ପରାଗ କ'ଣ ଆଦି କେତେ କଥା । ଏବିଷୟରେ ବିଭିନ୍ନ ଦେଶର ଲୋକମାନଙ୍କ ଭିତରେ ଅନେକ ପ୍ରକାର ବିଶ୍ୱାସ ରହିଛି । ଅବଶ୍ୟ ଏବେ ସେଷବୁ କେତେ ବଦଳି ଗଲାଶି । ତେବେ ଏଇ ପରାଗ କେବେ ଦୁଃ, ପ୍ରତି ଅମାବାସ୍ୟା ବା ପୂର୍ଣ୍ଣମୀ ଦିନ କାହିଁକି ଦୁଃନାହିଁ, ଗୋଟିଏ ବର୍ଷ ଭିତରେ କେତେଥର ପରାଗ ବା ଗ୍ରହଣ ହୋଇଥାଏ ଆଦି ଏମିତି କେତେ ପ୍ରଶ୍ନ ଆମ ମନରେ ଉଠେ । ସେଷବୁର ଉତ୍ତର ଆଜି ଆମେ ଖୋଜିବା । ତେବେ ଆସନ୍ତୁ ଆଜିର କାର୍ଯ୍ୟକ୍ରମରେ ଶୁଣିବା ପରାଗ ଗ୍ରହଣର ଆହୁରି କଥା ।

ଆମେ ଜାଣିଛେ ଯେ ଆକାଶରେ ତାରାମାନେ ଖୁଣ୍ଡି ଭଲି ଛାଇ ରହିଥାନ୍ତି । ସେମାନଙ୍କ ଭିତରେ ସୂର୍ଯ୍ୟ ଓ ଚନ୍ଦ୍ର ଯାନ ୨୪ ଘଣ୍ଟାରେ ଅତି ବେଶୀ ବଦଳେ ନାହିଁ । ତାରାଙ୍କୁ ତେଇଁ ତେଇଁ ଆକାଶରେ ଘେରାଏ ଦୌଡ଼ି ଆସିବାକୁ ସୂର୍ଯ୍ୟକୁ ଲାଗେ ଗାଁଷ ଦିନ ବା ଏକବର୍ଷ । ଏହି ସମୟ ଭିତରେ ଚନ୍ଦ୍ର ୧୨ ଘେରାରୁ ବେଶୀ ଦୌଡ଼ିଯାଏ । ଦଉତୁ ଦଉତୁ କେବେ ଆମକୁ ତା'ର ଗୋଲ ତୋପା ମୁହଁ ଦେଖାଏ ତ କେବେ କୁଆଡ଼େ ଲୁଚିଯାଏ । ଆମେ କହେ ପୂର୍ଣ୍ଣମୀ ହେଲା ବା ଅମାବାସ୍ୟା ହେଲା । ଏମିତି ଦଉତୁ ଦଉତୁ କେବେ ସେ ସୂର୍ଯ୍ୟର ଆଗରେ, ପୃଥିବୀର ଆଖି ସଲଖରେ ରହିଯାଏ । ମଣିଷ କହେ ପରାଗ ହେଲା । ଆଉ କେବେ ଚନ୍ଦ୍ର ନିଜେ ପୃଥିବୀ ପଛରେ ଲୁଚିଯାଏ । ସୂର୍ଯ୍ୟ ତାକୁ ଦେଖିପାରେ ନାହିଁ । ସୂର୍ଯ୍ୟର ଆଲୁଆ ତା' ଉପରେ ନପଢ଼ିବାରୁ ଆମେ ବି ଚନ୍ଦ୍ରକୁ ଦେଖିପାରେ ନାହିଁ । ଆମେ କହେ ଗ୍ରହଣ ହେଲା ।

ଅନେକ ଦିନ ଲକ୍ଷ୍ୟ କରି ମଣିଷ ଦେଖିଲା ଯେ ସୂର୍ଯ୍ୟପରାଗ କେବଳ ଅମାବାସ୍ୟା ଦିନ ହେଉଛି । ସେହିଭଲି ଚନ୍ଦ୍ରଗୁହଣ କେବଳ ପୂର୍ଣ୍ଣମୀ ତିଥିରେ ହେଉଛି । ପୁଣି ସେ ଦେଖିଲା ଯେ ସୂର୍ଯ୍ୟପରାଗ ତିନି ପ୍ରକାରର ହେଉଛି - ଅଧିକାଂଶ ସମୟରେ ଖଣ୍ଡିଆ ସୂର୍ଯ୍ୟଟିଏ ଦେଖାଯାଏ । ଏହାକୁ ଆଂଶିକ ବା ଖଣ୍ଡଗ୍ରାସ ପରାଗ କୁହାଯାଏ । ପୃଥିବୀର ଅନେକ ଜାଗାରୁ ଏହାକୁ ଦେଖିଦୁଃ । ଆଉ କେବେ ସୂର୍ଯ୍ୟ ପୂରା ଲୁଚିଯାଏ ବା ପୂର୍ଣ୍ଣ ପରାଗ ଦୁଃ । ଆଉ କେବେ ସୂର୍ଯ୍ୟର ଦେହଟି ପ୍ରାୟ ପୂରା ଘୋଡ଼ାଇ ହୋଇଯାଏ । କେବଳ ତା'ର ବାହାର ଧାରଣି ଗୋଟିଏ ଉଜଳ ବଳୟ ଭାବରେ ଦେଖାଯାଏ । ଏହାକୁ ବଳୟ ପରାଗ କୁହାଯାଏ । ଏହି ଦୂର ବିଶେଷ ଅବସ୍ଥା - ପୂର୍ଣ୍ଣଗ୍ରାସ ଓ ବଳୟ ଗ୍ରାସ ପୃଥିବୀର ଖୁବ୍ ଅଳ୍ପ ଅଞ୍ଚଳରେ ଓ ଅଳ୍ପ ସମୟ ପାଇଁ ଦେଖାଯାଏ । ଏହାର ପୂର୍ବରୁ ଓ ପରେ ଖଣ୍ଡଗ୍ରାସ ଲାଗି ରହିଥାଏ । ଅନୁକୂଳ ପରିସ୍ଥିତିରେ ପରାଗ ଅବସ୍ଥା ଗାଁଷ ପର୍ଯ୍ୟନ୍ତ ଦେଖାଯାଇପାରେ ।

ଚନ୍ଦ୍ରଗୁହଣ ମଧ୍ୟ ୪ ଘଣ୍ଟା ପର୍ଯ୍ୟନ୍ତ ଦେଖାଯାଇଥାଏ । ଏହା କେବଳ ଆଂଶିକ କିମ୍ବା ପୂର୍ଣ୍ଣଗ୍ରାସ ଅବସ୍ଥା ଦେଖାଏ । ଚନ୍ଦ୍ରଗୁହଣ ପୃଥିବୀର ପ୍ରାୟ ସବୁ ଅନ୍ତର ଅଞ୍ଚଳକୁ ଦେଖାଯାଇପାରେ । ପୂର୍ଣ୍ଣଗ୍ରାସ ଅବସ୍ଥାରେ ମଧ୍ୟ ଚନ୍ଦ୍ର ପୂରା ଉଭେରେ ପାଏନାହିଁ । କିନ୍ତୁ ପୂର୍ଣ୍ଣମୀର ତୋପା ଧଳା ରୂପ ବଦଳରେ ଏହା ମରଳା ଲାଲ ରଙ୍ଗର ଦେଖାଯାଏ । ଏଥିପାଇଁ ମଣିଷ ଦିନେ ଭାବୁଟିଲା ଯେ ଚନ୍ଦ୍ରରେ ରଙ୍ଗ ମାତ୍ରିଯାଉଛି ।

ମଣିଷର ମନରେ ଦୁଇଟି ପ୍ରଶ୍ନ ଆସିଲା । ପ୍ରଥମରେ କାହିଁକି ସବୁ ପୂର୍ଣ୍ଣମୀ ଓ ଅମାବାସ୍ୟାରେ ଗ୍ରହଣ ବା ପରାଗ ଦେଖାଯାଏ ନାହିଁ ଆଉ ଦ୍ଵିତୀୟ ପ୍ରଶ୍ନଟି ହେଉଛି ପୂର୍ଣ୍ଣ, ବଳୟ ଓ ଆଂଶିକ ପରାଗ ହେବାର କାରଣ କ'ଣ ।

ମହାକାଶରେ ଚନ୍ଦ୍ର, ସୂର୍ଯ୍ୟ ଓ ପୃଥିବୀର ହୁଣ୍ଡି ଓ ଗତି ଜାଣିବାରୁ ମଣିଷ ଏହାର ଉତ୍ତର ଧୀରେ ଧୀରେ ବୁଝିଲା । ଆମେ ଜାଣିଛେ ଯେ ପୃଥିବୀ ସୂର୍ଯ୍ୟ ଚାରିପଟେ ବୁଝୁଛି । ଏବଂ ଚନ୍ଦ୍ର ପୃଥିବୀ ଚାରିପଟେ ବୁଝୁଛି । ଆହୁରି ଜଣାଗଲା ଯେ ସୂର୍ଯ୍ୟ-ପୃଥିବୀର କଷପଥ ଚନ୍ଦ୍ର-ପୃଥିବୀର କଷପଥ ତୁଳନାରେ ପ୍ରାୟ ୪° ଭଲି କରି ରହିଛି । ସେଥିପାଇଁ ଚନ୍ଦ୍ର କେବେ ସୂର୍ଯ୍ୟ-ପୃଥିବୀର ସମତଳର ଉପରେ ରହେ ରହେ ତ କେବେ ତଳେ । ତେଣୁ ଅମାବାସ୍ୟାରେ ଚନ୍ଦ୍ର ଓ ସୂର୍ଯ୍ୟ ପୃଥିବୀର ଏକ ଦିନରେ ରହିଲେ ମଧ୍ୟ ଏକ ସିଧାରେ ରହିଛି ନାହିଁ । ଫଳରେ ଚନ୍ଦ୍ର ସୂର୍ଯ୍ୟକୁ ରହାଢ଼ କରିପାରେନାହିଁ । ତେଣୁ ସୂର୍ଯ୍ୟପରାଗ ଦୁଃନାହିଁ । ସେହିଭଲି ସବୁ ପୂର୍ଣ୍ଣମୀରେ ଚନ୍ଦ୍ର ପୃଥିବୀ ପଛରେ ଲୁଚି ଯାଏନାହିଁ ବା ଚନ୍ଦ୍ରଗୁହଣ ଦୁଃନାହିଁ ।

ଦୂର କଷପଥର ସମତଳ ନିଜ ନିଜକୁ ଗୋଟିଏ ଧାରରେ କାଟନ୍ତି । ଚନ୍ଦ୍ର ପୂର୍ଣ୍ଣମୀ ବା ଅମାବାସ୍ୟ ଦିନ ଏହି ଧାରରେ ବା ସୂର୍ଯ୍ୟ ଓ ପୃଥିବୀ ସହିତ ଏକ ସମତଳରେ ରହିଲେ ସୂର୍ଯ୍ୟ ପରାଗ ବା ଚନ୍ଦ୍ରଗୁହଣ ହୋଇପାରିବ । ଏହି ଛେଦବିଦୁକୁ ରାହୁ ଓ କେତୁ କୁହାଯାଏ । ଇଂରାଜିରେ ଏହାକୁ ନୋଡ଼୍‌ କୁହାଯାଏ । ଏହି ଛେଦ ଧାରଟି ପ୍ରତି ୧୩ ଦିନରେ ବା ଛାମାସରୁ କିଛି କିମ୍ ସୂର୍ଯ୍ୟ ଆଡ଼କୁ ମୁହଁଇଲାଏ । ଏହି ସମୟରେ ୧୪ ଦିନ ତଥା ତଥାରେ ଅମାବାସ୍ୟ-ପୂର୍ଣ୍ଣମୀ-ଅମାବାସ୍ୟା ବା ପୂର୍ଣ୍ଣମୀ-ଅମାବାସ୍ୟା-ପୂର୍ଣ୍ଣମୀ ହୋଇ ତିନୋଟି ଯାଏଁ ଗ୍ରହଣ ବା ପରାଗ ହୋଇପାରେ । ପୁଣି ପ୍ରତି ଛାମାସ ବା ୧୩ ଦିନ ପରେ ଆଉ ଥରେ ଗ୍ରହଣ ପରାଗ ପାଇଁ ଠିକ୍ ଅବସ୍ଥା ଆସେ ।

ମାପବୁପରୁ ମଣିଷ ଜାଣିଲା ଯେ ସୂର୍ଯ୍ୟ ଚନ୍ଦ୍ରଠାରୁ ବହୁତ ବଡ଼ । ସୂର୍ଯ୍ୟର ଓସାର ଚନ୍ଦ୍ର ଓସାର ପ୍ରାୟ ୪୦୦ ଗୁଣ । କିନ୍ତୁ ଚନ୍ଦ୍ର ତୁଳନାରେ ସୂର୍ଯ୍ୟ ଆମଠାରୁ ହାରାହାରି ୪୦୦ ଗୁଣ ଅଧିକ ଦୂରରେ ରହିଛି । ତେଣୁ ଆମ ମୁଣ୍ଡ ଉପରେ ଦୁହେଁ ପ୍ରାୟ ସମାନ ଆକାରର ଦିଶିଛି । ଆମ ଆଖି ଆଗରେ ଦୁହେଁ ଯଦି ଏକ ସଲଖରେ ରହି ଯାଆନ୍ତି ତେବେ ସୂର୍ଯ୍ୟ ପୂରା ଲୁଚିଯାଏ ବା ପୂର୍ଣ୍ଣ ପରାଗ ଦୁଃ । ଠିକ୍ ଯେଉଁକି ଆଖି ଆଗରେ ପେନ୍‌ସିଲିକ୍‌ଟିଏ ଧରି ଆମେ ଚନ୍ଦ୍ର ବା ସୂର୍ଯ୍ୟକୁ ଲୁଗାଇ ଦେଇ ପାରିବା ।

ଚନ୍ଦ୍ର ପୃଥିବୀ ଚାରିପଟେ ବେଶ ଅଣ୍ଟାଳିଆ କଷପଥରେ ବୁଝୁଛି । ତେଣୁ ଚନ୍ଦ୍ର-ପୃଥିବୀ ଦୂରତା କେବେ ଅଧିକ ଦୁଃ ତ କେବେ କିମ୍ ଦୁଃ । ସୂର୍ଯ୍ୟ-ପୃଥିବୀ ଦୂରତା ମଧ୍ୟ କିନ୍ତୁ ବଦଳେ । କିନ୍ତୁ ଏହା ଖୁବ୍ କିମ୍ ଶତକତା ମାତ୍ର ୩ ଭାଗ । ପୃଥିବୀଠାରୁ ଦୂରରେ ଥିଲାବେଳେ ଚନ୍ଦ୍ର ସୂର୍ଯ୍ୟଠାରୁ ଛୋଟ ଜଣାଯାଏ । ଦୁହେଁ ଆଖି ସଲଖରେ ରହିଲେ ସୂର୍ଯ୍ୟର ମଧ୍ୟ ଅଂଶଟି ଲୁଚିଯାଏ । କିନ୍ତୁ ବାହାର ଧାରଟି ବଳା ଭଲି ଦିଶୁଥାଏ । ଏହି ସମୟରେ ବଳୟ ପରାଗ ଦୁଃ । ଉତ୍ୟ ଅବସ୍ଥାରେ ଚନ୍ଦ୍ର ଆମ ଆଖି ସିଧାରେ ନରହି ତଳ, ଉପର ବା କହୁଆ ରହିପାରେ । ତେବେ ସୂର୍ଯ୍ୟ ଦେହରୁ ଖଣ୍ଡ ଲୁଚିଯାଏ ଓ ଆମକୁ ଆଂଶିକ ପରାଗ ଭାବରେ ଦେଖାଯାଏ ।

ଏବେ କିଛି ହିସାବ ଦେଖିବା । ସୂର୍ଯ୍ୟ-ପୃଥିବୀର ହାରାହାରି ଦୂରତା ହେଉଛି ୧୪ କୋଟି କିଲୋମିଟର । ସୂର୍ଯ୍ୟର ସତ ଆକାର ମାନେ ତା'ର ବ୍ୟାପ ୧୩ ଲକ୍ଷ ୯୨ ହଜାର କିଲୋମିଟର । ପୃଥିବୀ-ଚନ୍ଦ୍ରର ହାରାହାରି ଦୂରତା ୩ ଲକ୍ଷ ୮୪ ହଜାର ୪୦୧ କିଲୋମିଟର । ଏହି ଦୂରତା ପୃଥିବୀ ଓ

ଚନ୍ଦ୍ର କେନ୍ଦ୍ର ର କେନ୍ଦ୍ର ଦୂରତା । ଚନ୍ଦ୍ର ସତ ଆକାର ୩୪୭୭ କିଲୋମିଟର । ଚନ୍ଦ୍ର କେନ୍ଦ୍ର ପୃଥିବୀ ପୃଷ୍ଠର ନିକଟମ ଦୂରତା ୩ ଲକ୍ଷ ୪୦ ହଜାର କିଲୋମିଟର ଓ ଦୂରତମ ଦୂରତା ୪ ଲକ୍ଷ ନିକଟମ ଅବସ୍ଥାରେ ଚନ୍ଦ୍ର ପ୍ରତୀତ ଆକାର ବା କୋଣ ହେଉଛି ୩୭'୪୦", ଦୂରତମ ଅବସ୍ଥାରେ ପ୍ରତୀତ ଆକାର ୨୯'୩୦" । ଏହି ଦୂର ଆକାର ପ୍ରାୟ ଶତକତ୍ତା ୧୯ ଭାଗ ବଦଳିଯାଏ । ସେହିଭଳି ସୁର୍ଯ୍ୟର ସବୁଠାରୁ କମ୍ ଦୂରତମରେ ପ୍ରତୀତ ଆକାର ବା କୋଣ ୩୧'୩୦" ହେଲାବେଳେ ଦୂରତମ ଅବସ୍ଥାରେ ୩୭'୩୦" ହୋଇଥାଏ । ଏହି ବଦଳ ପ୍ରାୟ ଶତକତ୍ତା ୩ ଭାଗ ହୁଏ ।

ଆମେ ଜାଣିଛେ ଯେ ଚନ୍ଦ୍ର ଓ ପୃଥିବୀର ଗଡ଼ି ଫଳରେ ପୃଥିବୀ ଉପରେ ଏହା ଘଣ୍ଟାକୁ ପ୍ରାୟ ୨୦୦୦ କିଲୋମିଟର ବେଗରେ ପଞ୍ଚମରୁ ପୂର୍ବକୁ ଝୁରିଗାଲେ । ତେଣୁ କୌଣସି ଜାଗାରେ ୩.୪ ମିନିଟରୁ ଅଧିକ ସମୟ ପାଇଁ କେନ୍ଦ୍ରୀୟ ବା ପୂର୍ଣ୍ଣ ବା ବଳୟ ପରାଗ ରହେନାହିଁ । ସେହିଭଳି ପୃଥିବୀ ପୃଷ୍ଠରେ ଚନ୍ଦ୍ର ଉପଛାୟାର ଚତକ୍ତା ପ୍ରାୟ ୨୦୦୦ କିଲୋମିଟର ହୋଇଥାଏ । ତେଣୁ କେନ୍ଦ୍ରୀୟ ପରାଗ ରେଖାର ଉତ୍ତର ଓ ଦକ୍ଷିଣ ଦିଗକୁ ୩୦୦୦ କିଲୋମିଟର ପର୍ଯ୍ୟନ୍ତ ଆଂଶିକ ପରାଗ ଦେଖାଯାଏ । ପରାଗ ଲାଗିବା ଆଗରୁ ଚନ୍ଦ୍ର ସୁର୍ଯ୍ୟର ପଞ୍ଚମ ପରକୁ ଥାଏ । ଧୀରେ ଧୀରେ ସେ ସୁର୍ଯ୍ୟର ରୂପା ଥାଳିଆକୁ ପଞ୍ଚମ ଆଢ଼ରୁ ଘୋଡ଼ାଇବା ଆରମ୍ଭ କରେ । ପୃଥିବୀ ଉପରେ ଚନ୍ଦ୍ର ଛାଇ ପୂର୍ବ ଆଢ଼କୁ ମାଡ଼ିଗାଲେ । କ୍ରମେ ସୁର୍ଯ୍ୟର ବେଶୀ ବେଶୀ ଭାଗ ଲୁଚିବାକୁ ଲାଗେ । ଶେଷରେ ସର୍ବାଧିକ ଗ୍ରାସ ଅବସ୍ଥା ଆସି ପହଞ୍ଚେ । ଏହି ଅବସ୍ଥାରେ ଛାଇର କେନ୍ଦ୍ର ଭାଗରେ ସୁର୍ଯ୍ୟ ପୂର୍ବ ଲୁଚି ଯାଇପାରେ । ଉତ୍ତର ଓ ଦକ୍ଷିଣ ଦିଗକୁ ସୁର୍ଯ୍ୟର ଲୁଚିଥିବା ଅଂଶ କମି କମି ଚାଲେ । ସେଠାରୁ ସୁର୍ଯ୍ୟର ଦକ୍ଷିଣ ବା ଉତ୍ତର ମୁଣ୍ଡ ଦେଖାଯାଏ ।

ସର୍ବାଧିକ ଗ୍ରାସ ଅବସ୍ଥା ପରେ ଚନ୍ଦ୍ର ପୂର୍ବ ଆଢ଼କୁ ଖସିଗାଲେ । ପଞ୍ଚମ ପରିବର୍ତ୍ତନରେ ସୁର୍ଯ୍ୟକୁ ପରିପାଏ ଓ ଗ୍ରୁହଣ ଶେଷ ହୁଏ । ପୃଥିବୀ ଉପରେ ପରାଗ ପଞ୍ଚମ ଆର୍ଦ୍ରୁ ଆରମ୍ଭ ହୁଏ ଓ ପୂର୍ବ ଅଞ୍ଚଳରେ ସରେ । କେନ୍ଦ୍ର ଅଞ୍ଚଳରେ ପରାଗର ଆରମ୍ଭରୁ ଶେଷ ପର୍ଯ୍ୟନ୍ତ ପ୍ରାୟ ୪ ଘଣ୍ଟା ଲାଗିପାରେ । ଅବଶ୍ୟ ଏପରି ଭିତରେ ସୁର୍ଯ୍ୟ ଆମ ମୁଣ୍ଡ ଉପରେ ପଞ୍ଚମ ଆଢ଼କୁ ଆଗେଇ ଚାଲିଥାଏ ।

ସୁର୍ଯ୍ୟର ପ୍ରକାଶର ଆଲୁଅ ଉପରେ ଖଣ୍ଡଗ୍ରାସ ବିଶେଷ ପ୍ରଭାବ ପକାଏନାହିଁ । ଏପରିକି ପରିଷାର ଆକାଶରେ ସୁର୍ଯ୍ୟର ଶତକତ୍ତା ୯୮ ଭାଗ ଲୁଚି ଯାଇଥିଲେ ବି ତା'ର ଆଲୁଅ ବିଶେଷ କମ୍ ଜଣାପଡ଼େ ନାହିଁ । କିନ୍ତୁ ପୂର୍ଣ୍ଣ ପରାଗ ଅବସ୍ଥାରେ ଅନେକ ସୁନ୍ଦର ଦୃଶ୍ୟ ଦେଖିବାକୁ ମିଳେ । ସୁର୍ଯ୍ୟ ଫଳକ ପ୍ରାୟ ଲୁଚିଗଲା ବେଳକୁ ଅତି ସର୍ବ ଆଲୋକ ଧାରଟିଏ ସୁର୍ଣ୍ଣ ହୁଏ । ବାୟୁମଣ୍ଡଳରେ ବ୍ୟତୀକରଣ ବା ଇଣ୍ଡରପଣିଅରେନ୍ସ୍ ପ୍ରଭାବରେ ଏହି ଆଲୋକ ଧାରରେ ଛାଇ ଆଲୁଅର ଭେଦ ଦେଖାଯାଏ । ଏହାକୁ ଛାଇ ଲହରା ବା ସ୍ୟାତୋ ବ୍ୟାଣ କୁହାଯାଏ ।

ସୁର୍ଯ୍ୟ ପୂର୍ବ ଲୁଚିଲା ବେଳକୁ ଓ ପୂର୍ବ ଅନ୍ଧାରରେ ଥିବା ଅବସ୍ଥାରେ ସନ୍ଧ୍ୟା ଓ ରାତି ଭଳି ମନେହୁଏ । ତେଣୁ ଜୀବଜହୁ, ଗଛପତ୍ର ଏହାକୁ ରାତି ବୋଲି ରାବି ଘର ବାହୁଡ଼ା ବ୍ୟବହାର ଦେଖାନ୍ତି । ମୋଟ ଉପରେ ଦିନ ବେଳେ ରାତିର ଏକ ବିଶେଷ ଅନୁଭୂତି ମିଳିପାରେ ।

ସୁର୍ଯ୍ୟ ପୂର୍ବ ଲୁଚିଗଲା ବେଳେ ଆକାଶରେ ତାରା ଓ ଗ୍ରୁହମନଙ୍କୁ ଆମେ ଦେଖିପାରିବା । ପୂର୍ଣ୍ଣ ଗ୍ରାସର କିଛି ଆଗରୁ ଓ ପରେ ମଧ୍ୟ ଅତି ଉଜଳ ଶୁକ୍ର ଗ୍ରୁହ ଦେଖାଯିବ । ସୁର୍ଯ୍ୟ ଯଦି ମନ୍ଦି ଆକାଶରେ ଥିବ ତେବେ ତା'ର ପାଖରେ ଥିବା ଶୁକ୍ର ଓ ବୁଧ ଗ୍ରୁହକୁ ମଧ୍ୟ ଆମେ ମୁଣ୍ଡ ଉପରେ ଦେଖିପାରିବା । ସାଧାରଣ ସମୟରେ ଏହି ଦୂର ଗ୍ରୁହ ଦିନବେଳେ ମୁଣ୍ଡ ଉପରେ ଦେଇ ଯାଆନ୍ତି । କିନ୍ତୁ ସୁର୍ଯ୍ୟର ତେଜରେ ଆମେ ସେଠାରେ ସେମାନଙ୍କୁ ଦେଖିପାରେ ନାହିଁ । ତେଣୁ ଏହି ଅବସ୍ଥାକୁ ଗ୍ରୁହର ଭାବରେ ଧରାଯାଏ ନାହିଁ । ନହେଲେ ପ୍ରତି ବର୍ଷ ଆମେ ଦୂରକ୍ତି ଚନ୍ଦ୍ରଗ୍ରୁହର ଅଧିକା ଦେଖୁଅ'ନ୍ତେ ।

ସୁର୍ଯ୍ୟର ବିପରାତ ଦିଗରେ ପୃଥିବୀର ଛାଇ ବେଶ ଦୂରକ୍ତା ଲମ୍ବିଥାଏ । ଚନ୍ଦ୍ର କଷପଥ ପାଖରେ ଏହାର ପ୍ରକାଶର ବ୍ୟାସ ୧୦୦୦ କିଲୋମିଟର ହୋଇଥାଏ । ଏହାକୁ ଘେରି କରି ୧୭୦୦୦ କିଲୋମିଟର ବ୍ୟାସର ଅତି ଫିକା ଉପଛାୟା ରହିଥାଏ । ଚନ୍ଦ୍ର ପୃଥିବୀ ବାରିପଟେ ବୁଲିଲା ବେଳେ କେବେ କେବେ ଏହି ଛାଇରେ ପଶେ । ପୃଥିବୀ ଯେବେ ସୁର୍ଯ୍ୟ ଓ ଚନ୍ଦ୍ର ମନ୍ଦିରେ ଏବଂ ଏକ ସମତଳରେ ରହେ, ତେବେ ପୃଥିବୀର ଛାଇ ଚନ୍ଦ୍ର ଉପରେ ପଡ଼େ ଓ ଚନ୍ଦ୍ରଗ୍ରୁହର ହୁଏ ।

ପୃଥିବୀର ଛାଇର ଦୂରକ୍ତି ଅଂଶ ରହିଥାଏ । ଫିକା ଉପଛାୟା ଓ ଗାଡ଼ ପ୍ରକାଶ । ଉପଛାୟା ଭିତରେ ଚନ୍ଦ୍ର ଉତ୍ତର ଉତ୍ତଳତା ବିଶେଷ କମେନାହିଁ । ତେଣୁ ଏହା ଶାଲି ଆଖିକୁ ଜଣାଯାଏନାହିଁ ଓ ଏହାକୁ ଗ୍ରୁହର ଭାବରେ ଗଣାଯାଏନାହିଁ । ପ୍ରକାଶ ଭିତରେ ଚନ୍ଦ୍ର କିଛି ଅଂଶ ରହିଲେ ତାହାକୁ ଖଣ୍ଡଗ୍ରାସ ବା ଆଂଶିକ ଗ୍ରୁହର କୁହାଯାଏ । ପ୍ରକାଶ ଭିତରେ ଚନ୍ଦ୍ର ପୁର୍ଣ୍ଣ ଗ୍ରୁହର ହୁଏ ।

ଆକାଶରେ ତାରାଙ୍କ ମେଳରେ ଚନ୍ଦ୍ର ପଞ୍ଚମରୁ ପର୍ଯ୍ୟନ୍ତ ଗଢ଼ିକରେ । ତେଣୁ ପୃଥିବୀର ଛାଇରେ ପଶିଲାବେଳେ ଚନ୍ଦ୍ର ପୂର୍ବପଟ ପ୍ରଥମେ ଛାଇରେ ପଶେ । ଅର୍ଥାତ ଚନ୍ଦ୍ର ପୂର୍ବ ଆହୁ ଛାଇ ବା ଖଣ୍ଡିଆ ହେବା ମାଡ଼ି ମାଡ଼ି ଆସେ ଓ କେବେ କେବେ ଚନ୍ଦ୍ର ପୂର୍ବର ଲୁଚିପାଏ । ତେଣୁ ଆମେ ଦେଖିବାରେ ଚନ୍ଦ୍ରଗ୍ରୁହର କ୍ରମ ସୁର୍ଯ୍ୟପରାଗର ଓଳଟା ହୁଏ । ପ୍ରକାଶର ଟିକ୍ ମନ୍ଦି ଦେଇ ଗଲେ ଚନ୍ଦ୍ର ସବୁଠାରୁ ଅଧିକ ସମୟ ପାଇଁ ଛାଇ ଭିତରେ ରହେ । ଏହି

ଅବସ୍ଥାରେ ପୁଣ୍ଡଗ୍ରାସ ୧ ଘଣ୍ଟା ୪୦ ମିନିଟ ପର୍ଯ୍ୟନ୍ତ ଲାଗିରହେ । ଏହା ପରେ ଚନ୍ଦ୍ର ପୂର୍ବ ଧାରରେ ସୂର୍ଯ୍ୟର ଆଲୁଆ ପଡ଼େ । ଆଉ କିଛି ସମୟ ଖଣ୍ଡଗ୍ରାସ ଅବସ୍ଥାରେ ରହି ଶେଷରେ ଚନ୍ଦ୍ର ପୂର୍ବ ଆଲୋକିତ ହୁଏ । ସମୁଦାୟ ଗ୍ରୁହଣ ଅବସ୍ଥା ଅତି ବେଶୀରେ ପ୍ରାୟ ୪ ଘଣ୍ଟା ଧରି ଲାଗିରହେ । ଦେଖଣାହାରୀଙ୍କ ପାଇଁ ସୂର୍ଯ୍ୟପରାଗ ତୁଳନାରେ ଚନ୍ଦ୍ରଗ୍ରୁହଣ ଦେଶି ମଜାଦାର ହୋଇଥାଏ । କାରଣ ଗ୍ରୁହଣ ବେଶ୍ ଅଧିକ ସମୟ ଧରି ଲାଗିଥାଏ ଓ ଏହାକୁ ଦେଖିବା ପାଇଁ ସୂର୍ଯ୍ୟପରାଗ ଭଲି ଆଖିପାଇଁ କିଛି ବିଶେଷ ସୁରକ୍ଷାର ବ୍ୟବସ୍ଥା କରିବାକୁ ପଡ଼େନାହିଁ । ଗ୍ରୁହଣ ଆରମ୍ଭରୁ ପୁଣ୍ଡମୀ ଜନ୍ମ ଖୁବ୍ ଉଜଳ ଥାଏ, ତେଣୁ ଆକାଶରେ ଅଞ୍ଚ କେତୋଟି ମାତ୍ର ବଡ଼ ତାରା ଦେଖାଯାଉଥାନ୍ତି । ଗ୍ରୁହଣ ବଢ଼ିବା ସହିତ ଚନ୍ଦ୍ରକିରଣ ଧୀରେ ଧୀରେ ମରଳି ଯାଏ ଓ ଅଧିକରୁ ଅଧିକ ମିଞ୍ଚି ମିଞ୍ଚି ତାରା ଦେଖାଯାଆନ୍ତି । ପୁଣ୍ଡଗ୍ରାସ ଅବସ୍ଥାରେ ବି ଚନ୍ଦ୍ର ପୂର୍ବ ଉଭେଇ ପାଇନାହିଁ । ଏହା ଅଞ୍ଚ ଉଜଳ ଲାଲ ନାରଙ୍ଗୀ ରଙ୍ଗର ଥାଳିଆ ଭଲି ଆକାଶରେ ଦେଖା ଯାଉଥାଏ । କାରଣ ପୃଥିବୀର ବାୟୁମଣ୍ଡଳରେ ସୂର୍ଯ୍ୟ କରିଶର ପ୍ରତିସରଣ ଫଳରେ କିଛି ଆଲୁଆ ବଙ୍ଗେଇଥାଏ ଓ ପୃଥିବୀର ଛାଇ ଭିତରେ ପହଞ୍ଚେ । ଅଧିକ ତରଙ୍ଗଦେର୍ଘ୍ୟର ଲାଲ ରଶ୍ମି ଅଧିକ ବଙ୍ଗାଏ ଓ ଛାଇର ମଝି ଅଞ୍ଚଳରେ ପହଞ୍ଚିପାରେ । ଛୋଟ ତରଙ୍ଗଦେର୍ଘ୍ୟର ନିଳ ରଶ୍ମି ଅଞ୍ଚ ବଙ୍ଗାଉଥିବାରୁ ଏହା ଛାଇର ବାହାର ଭାଗରେ ଚାଲିଯାଏ । ତେଣୁ ଗଢ଼ୀର ଛାଇରେ ହୁତି ରହିଥିବା ଚନ୍ଦ୍ର କେବଳ କିଛି ଲାଲ ରଶ୍ମି ପାଏ ଓ ତା'ର ଏହି ବିଶେଷ ରୂପ ଦେଖାଯାଏ ।

ଚନ୍ଦ୍ର-ପୃଥିବୀର ଦୂରତା ବହୁତ କମ୍ ଥିଲେ ବଙ୍ଗେଇ ଯାଉଥିବା ପ୍ରତିସରିତ ରଶ୍ମି ଯାହାକୁ ଅଧିକ ତରଙ୍ଗଦେର୍ଘ୍ୟର ଲାଲ ରଶ୍ମି ଚନ୍ଦ୍ର ଉପରେ ପଡ଼ିପାରେନାହିଁ । ତେଣୁ ଏହା ପିକା ଲାଲ ଦେଖା ନଯାଇ ବେଶି ଅନ୍ଧାରୁଆ ଦେଖାଯାଏ । ଆହୁରି ମଧ୍ୟ ପୃଥିବୀର ବାୟୁମଣ୍ଡଳରେ ଧୂଳିଧୂଆଁ ଆଦି ଅଧିକ ପରିମାଣରେ ଥିଲେ ପୁଣ୍ଡଗ୍ରାସ ସମୟରେ ଚନ୍ଦ୍ର ଅଧିକ ମାଦା ଦେଖାଯାଏ ।

ପରାଗ ବା ଗ୍ରୁହଣ ଗୋଟିଏ ବେଶ୍ ବିରଳ ଘରଣା । ଏଥିପାଇଁ କେବେଗୁଡ଼ିଏ ଘରଣା ଏକାଠି ହେବା ଜରୁରୀ । ପ୍ରଥମରେ ଏହା ଗୋଟିଏ ପୁଣ୍ଡମୀ ବା ଅମାବାସ୍ୟା ହୋଇଥିବ । ସୂର୍ଯ୍ୟ, ଚନ୍ଦ୍ର ଓ ପୃଥିବୀ ଗୋଟିଏ ସରଳ ରେଖରେ ରହିଥିବେ । ଏ ତିନୋଟି ପିଣ୍ଡ ଲମ୍ବ ଭାବରେ ଧାଡ଼ି ହୋଇ ରହିବା ଦରକାର । ତାହେଲେ ପୃଥିବୀର ଦେଖିଲେ ଛାଇ ଅତି ଉତ୍ତର ବା ଅତି ଦଶିଶକୁ ହେବନାହିଁ । ତା'ମାନେ ଚନ୍ଦ୍ର ଓ ସୂର୍ଯ୍ୟ ନିଷିଦ୍ଧ ଭାବରେ ଚନ୍ଦ୍ରର ଯେକୋଣସି ଗୋଟିଏ ପାତବିଦ୍ଵୁ ପାଖରେ ହିଁ ରହିଥିବେ । ପାତବିଦ୍ଵୁ ହେଉଛି ଯେଉଁଠି ସୂର୍ଯ୍ୟ ଓ ଚନ୍ଦ୍ରଙ୍କ ଗତିପଥ ପରମ୍ପରକୁ କାଟିଥାଏ । ଏହାକୁ ଆମେ ରାତ୍ରି ଓ କେତୁ ବିନ୍ଦୁ ଭାବରେ ଜାଣିଛେ ।

ଆଗକାଳରେ ଜ୍ୟୋତିବିଜ୍ଞାନୀମାନେ ପରାଗ ବିଷୟରେ ଆଗୁଆ ଅନୁମାନ କରିପାରୁଥିଲେ । ସେମନେ ଏପରୁ ମନଇଛା କରୁନଥିଲେ । ଏଥିପାଇଁ ଗୋଟିଏ ନିର୍ଦ୍ଦିଷ୍ଟ କ୍ରମ ମଧ୍ୟ ସେମାନେ ପାଇଥିଲେ । ସେମାନେ ଦେଖିଲେ ଯେ ପରାଗ ହେବା ପାଇଁ ଦୂଇଟି ଅବସ୍ଥା ନିହାତି ଜରୁରା । ପ୍ରଥମ ହେଉଛି ଚନ୍ଦ୍ର କ୍ରାନ୍ତିପଥ ଉପରେ ବା ପାଖରେ ରହିବା ନିହାତି ଦରକାର । ଯେଉଁ ଦୂଇ ଜାଗାରେ ଚନ୍ଦ୍ର କ୍ରାନ୍ତିପଥକୁ ଚପିଥାଏ ତାକୁ ପାତବିଦ୍ଵୁ ବା ଇଂରାଜୀରେ ନୋଡ୍ସ୍ କୁହାଯାଏ । ଆଉ ଦ୍ଵିତୀୟ କଥାଟି ହେଉଛି ସୂର୍ଯ୍ୟ ଏଇ ପାତବିଦ୍ଵୁ ପାଖରେ ରହିବା ଦରକାର । ତା ମାନେ ପରାଗ ବା ଗ୍ରୁହଣ କେବଳ ଅମାବାସ୍ୟା ବା ପୁଣ୍ଡମୀରେ ହିଁ ହେବ । ଦୂଇଟି ପରାଗ ଗ୍ରୁହଣର ରତ୍ନ ହେଉଛି ୩୭ ଦିନ । ଆଉ ଏଇ ରତ୍ନ ପ୍ରାୟ ଛାଇ ମାସ ଅନ୍ତରରେ ଆସିଥାଏ । ଚନ୍ଦ୍ର ଗତି ଯୋଗୁ ଏହି ପାତବିଦ୍ଵୁ କ୍ରାନ୍ତିପଥରେ ପ୍ରତିବର୍ଷ ପଞ୍ଚମ ଆଡ଼କୁ ପୁଞ୍ଜିପାଏ । ସେଯିପାଇଁ ପ୍ରତିବର୍ଷ ପରାଗ-ଗ୍ରୁହଣ ରତ୍ନ ୧୯ ଦିନ ଆଗୁଆ ଆସିଥାଏ । ସୂର୍ଯ୍ୟ, ଚନ୍ଦ୍ର ଆଉ ପୃଥିବୀ ପୂଣ୍ଡ ଥରେ ପ୍ରାୟ ସେଇ ଜାଗାକୁ ଆସିବା ପାଇଁ ଲାଗିଥାଏ ୧୮ ବର୍ଷ ୧୧୦/୭ ଦିନ । ଆଉ ଏଇ ସମୟକୁ କୁହାଯାଏ ସାରୋଧ କ୍ରମ ବା ସାରୋଧ ସାଇକଲ ।

ମଣିଷ ଭୟ ଓ କୁତୁହଳୀ ଯୋଗୁ ପରାଗ ବିଷୟରେ ଅଧିକ ଜାଣିବାରେ ଲାଗିପଡ଼ିଲା । ପରାଗର କାରଣ ଜାଣିବା ଆଗରୁ ସେ ବୁଝିଗଲା ପରାଗ ଗ୍ରୁହଣ ଆଦିର ଅନେକ ନିଯମିତତା ରହୁଛି । ଖ୍ରୀଷ୍ଟପୂର୍ବ ୪୦୦ ବେଳକୁ ବାବିଲୋନର ଆକାଶବିଜ୍ଞାନୀମାନେ ଦେଖିଲେ ଯେ ପ୍ରାୟ ୧୮ ବର୍ଷ ତଥାତରେ ଦେଖା ଯାଉଥିବା ପରାଗଗୁଡ଼ିକର ଗୁଣଧର୍ମ ଏକା ଭଲି । ପରେ ସେ ଅଧିକ ହିସାବ କରି ସାରୋଧ କ୍ରମ ବାହାର କଲା । ଏହି କ୍ରମରେ ପ୍ରତି ପରାଗଟି ତା'ର ପୂର୍ବ ପରାଗ ଅପେକ୍ଷା ପ୍ରାୟ ୧୭୦° ପଞ୍ଚିମକୁ ଓ କିଛି ଦଶିଶକୁ ହୁଏ । ୧୯୪୦ରୁ ୧୯୦୦ ବର୍ଷ ଭିତରେ ସେହି କ୍ରମରେ ପରାଗଗୁଡ଼ିକ କୁଣ୍ଡଳୀ ଭଲି ପୃଥିବୀ ଚାରିପଟେ ଦଶିଶ ଆଡ଼କୁ ଘଟି ଚାଲନ୍ତି । ଶେଷରେ ଏହି କ୍ରମଟି ଲୋପ ପାଇଯାଏ ଓ ଆଉ ଗୋଟିଏ ନୂଆ କ୍ରମ ଉତ୍ତର ମେରୁ ଆଡ଼ ବାହାରେ । ତେଣୁ ପ୍ରାୟ ୧୮ ବର୍ଷର ସବୁ ପରାଗ ଓ ଗ୍ରୁହଣର ବିବରଣୀ ଜାଣିଗଲେ ଆସନ୍ତା ପରାଗ ସବୁର ସମୟ, ଯାନ ଓ ଗୁଣ ଧର୍ମ କହିଛେ ।

ପୁଣ୍ଡ ସୂର୍ଯ୍ୟପରାଗର ଉଚ୍ଚିତା ଦେଖିଲେ ଜଣାଯାଏ ଯେ ଚୀନ ଦେଶର ଜ୍ୟୋତିବିଜ୍ଞାନୀ ଗୋଟିଏ ପୁଣ୍ଡ ସୂର୍ଯ୍ୟପରାଗ ହୋଇଥିବା ବିଷୟ ପ୍ରାୟ ଚାରିପାଇସ ପୃଥିବୀ ଏବଂ ଜ୍ୟୋତିବିଜ୍ଞାନୀ ମାନେ ହିସାବ କରି ବାହାର କରିଛନ୍ତି ଯେ ଅଞ୍ଚୋବର ୨୭, ଖ୍ରୀଷ୍ଟପୂର୍ବ ୨୧୩୪ରେ ଏହି ସମ୍ମୂଣ୍ଡ ସୂର୍ଯ୍ୟପରାଗଟି ହୋଇଥିଲା । ସି ଏବଂ ହୋ ନାମକ ଦୂଇଜଣ ଜ୍ୟୋତିଷ ସେ ସମୟରେ ଏହି ପରାଗ ବିଷୟରେ ଆଗରୁ ଅନୁମାନ କରିପାରି ନଥିଲେ । ସେଯିପାଇଁ ସେମାନଙ୍କ ମୁଣ୍ଡକାଟ କରାଯାଇଥିଲା ।

ଆଗକାଳର ଆଉ ଗୋଟିଏ ପରାଗ ହୋଇଥିଲା ମେ ୩ ତାରିଖ ଖ୍ରୀଷ୍ଟପୂର୍ବ ୧୩୩୭ ଦିନ । ଏହା ହୋଇଥିଲା ମେଘୋପୋଗମିଆ ବା ଏବେକାର ଇରାକ ଓ ସିରିଆ ଅଞ୍ଚଳରେ । ସେତେବେଳେ ଲୋକମାନେ ନିଜ ନିଜର ସାଂକ୍ଷେତିକ ପାରମ୍ପରିକ ବିଶ୍ୱାସ ଅନୁସାରେ ପରାଗକୁ ଗ୍ରୁହଣ କରୁଥିଲେ । ଏବେ କିନ୍ତୁ ପରାଗକୁ ନେଇ ଅନେକ ଗବେଷଣା କରାଯାଉଛି । ଅନେକ ଆକାଶୀୟ ଘରଣା ଗଣନା କରିବା ପାଇଁ ପରାଗକୁ ବ୍ୟବହାର କରାଯାଉଛି । ୧୯୨୮ ମସିହା ଅଗଷ୍ଟ ୧୭ ତାରିଖର ପରାଗ ସମୟରେ ଇଂଲଣ୍ଡର ସାର ଯୋଗେମ ଲକ୍ଷ୍ୟର ଏବଂ ପ୍ରାନ୍ତର ମନ୍ଦିରିଥର ପିଣ୍ଡରେ ଜାନିମେନ୍ ଅଳଗା ଅଳଗା ଭାବରେ ସୂର୍ଯ୍ୟର କିରାଟ ମଣ୍ଡଳରେ ଦ୍ଵିଲିଅମ ବାନ୍ଧର ସୁରନା ପାଇଥିଲେ । ଦ୍ଵିଲିଅମ ହେଉଛି ପୃଥିବୀ ବାହାରେ ମନ୍ଦିରିଥାର ପ୍ରଥମ ରାସାୟନିକ ବଷ୍ଟୁ । ଗ୍ରୀକ ଭାଷାରେ ସୂର୍ଯ୍ୟକୁ ଦ୍ଵିଲିମ୍ବ କୁହାଯାଏ । ଏହାର ନୀ ଅନୁସାରେ ଦ୍ଵିଲିଅମର ନୀ ରଖାଯାଇଛି । ମଜାର କଥା ହେଉଛି ଜାନିମେନ୍ ଯେଉଁ ପରାକ୍ଷା କରିଯିଲେ ତାହା ଭାରତର ଆଶ୍ର ପ୍ରଦେଶର ଗୁଣ୍ଡରତାରେ କରିଯିଲେ । ସେତେବେଳେ ସେଠାରେ ପୁଣ୍ଡଗ୍ରାସ ଦେଖାଯାଇଥିଲା ।

୧୯୧୯ ମସିହାରେ ଗୋଟିଏ ସମ୍ମୂଣ୍ଡ ସୂର୍ଯ୍ୟପରାଗ ହୋଇଥିଲା । ଏହାକୁ ବ୍ୟବହାର କରି ଦେଖାଇ ଦିଆଯାଇଥିଲା ଯେ ମାଧ୍ୟାକର୍ଷଣ ଦ୍ଵାରା ଆଲୁଆ ବି ବଙ୍ଗେଇ ପାଇଥାଏ । ଆଉ ଆଲନମ୍ବାଲଙ୍କର ଆପେକ୍ଷିକ ତତ୍ତ୍ଵର ଏହା ଗୋଟିଏ ପ୍ରମାଣ ଥିଲା ।

ପରାଗ ଗ୍ରୁହଣ ବିଷୟରେ ଏବେ କେତୋଟି ମଜା କଥା ଦେଖିବା । ବର୍ଷକ ଭିତରେ ୨୬ିରୁ ୪୩ ଟି ପର୍ଯ୍ୟନ୍ତ ପରାଗ ଓ ଗ୍ରୁହଣ ଦେଖାଯାଏ । ଏଥିରୁ ଅତି

କମ୍ବରେ ଦୁଇଟି ସୂର୍ଯ୍ୟପରାଗ ଓ ଅତି ବେଶୀରେ ତିନୋଟି ଚନ୍ଦ୍ରଗ୍ରହଣ ହୋଇପାରେ । କେବେ କେବେ ପାଞ୍ଚଟି ଯାକ ସୂର୍ଯ୍ୟପରାଗ ମଧ୍ୟ ହୋଇପାରେ । ହିସାବ କରାଯାଏ ଯେ ୧୦୦ ବର୍ଷ ଉଚ୍ଚରେ ହାରାହାରି ୨୩୮ଟି ସୂର୍ଯ୍ୟପରାଗ ଓ ୧୫୪ଟି ଚନ୍ଦ୍ରଗ୍ରହଣ ପୃଥିବୀ ଉପରୁ ଦେଖାଯାଏ । ଏହି ୧୦୦ ବର୍ଷରେ ପୃଥିବୀର ଉପହାୟାରେ ଚନ୍ଦ୍ର ପ୍ରାୟ ୮୭ ଥର ରହିଥାଏ । ଏହି ଅବସ୍ଥାକୁ ଗ୍ରହଣ ଭାବରେ ଧରିଲେ ମୋଟ ଚନ୍ଦ୍ରଗ୍ରହଣ ସଂଖ୍ୟା ହେବ ୨୪୧ । ଅର୍ଥାତ୍ ପ୍ରାୟ ୧କା ସଂଖ୍ୟାର ସୂର୍ଯ୍ୟପରାଗ ଓ ଚନ୍ଦ୍ରଗ୍ରହଣ ଦେଖାଯାଏ ।

ଯେ କୌଣସି ଚନ୍ଦ୍ରଗ୍ରହଣ ପୃଥିବୀର ରାତି ଅଞ୍ଚଳ ସାରା ଦେଖାଯାଏ । କିନ୍ତୁ ସୂର୍ଯ୍ୟପରାଗ ଅଞ୍ଚଳରୁ ଦେଖିଦୁଇ । ତେଣୁ ଅଧିକ ଚନ୍ଦ୍ରଗ୍ରହଣ ହେଉଥିବା ଭଲି ମନେଦୁଇ । ସାଧାରଣତଃ ପୃଥିବୀର ଯେ କୌଣସି ଛାନରୁ ଦେଖିଲେ ବର୍ଷକୁ ହାରାହାରି ଗୋଟିଏ ଚନ୍ଦ୍ରଗ୍ରହଣ ଦେଖାଯାଏ । ତେବେ ପୂର୍ଣ୍ଣଗ୍ରହଣର ସଂଖ୍ୟା କମ୍ ହୋଇଥାଏ ।

ସବୁ ସୂର୍ଯ୍ୟ ପରାଗ ଉଚ୍ଚରୁ ବଳୟ ପରାଗ ଓ ପୂର୍ଣ୍ଣ ପରାଗ ପ୍ରତ୍ୟେକଟି ଶତକଡ଼ା ପ୍ରାୟ ୩୦ ଭାଗ ହୋଇଥାଏ । ଅର୍ଥାତ୍ ପ୍ରତି ତିନୋଟି ପରାଗ ଉଚ୍ଚରୁ ଗୋଟିଏ ବଳୟ ପରାଗ ଓ ଗୋଟିଏ ପୂର୍ଣ୍ଣ ପରାଗ ଦେଖାଯାଏ । ଏ ଦୁଇଟିକୁ କେନ୍ଦ୍ରୀୟ ପରାଗ ମଧ୍ୟ କୁହାଯାଏ । ବାକିତକ କେବଳ ଆଂଶିକ ପରାଗ ହୋଇଥାଏ । ମଜାର କଥା ହେଉଛି ଯେ ପ୍ରତି ପୂର୍ଣ୍ଣ ବା ବଳୟ ପରାଗ ସମୟରେ କିନ୍ତୁ ଆଂଶିକ ପରାଗ ରହିଥାଏ ।

ସୂର୍ଯ୍ୟପରାଗ ଅତି ସାଧାରଣ ନହେଲେ ମଧ୍ୟ ବିରଳ ନୁହେଁ । ତେବେ କିନ୍ତୁ ବିଶେଷ ଧରଣର ପରାଗ ଅତି ବିରଳ । ସେଇରୁ କିନ୍ତୁ ହେଲା, ଏକା ବର୍ଷରେ ୪ ଟି ସୂର୍ଯ୍ୟପରାଗ ହେବା ଏକ ବିରଳ ଘରଣା । ଗତଥର ଏଭଳି ହୋଇଥିଲା ୧୯୩୪ ମସିହାରେ, ପୁଣି ଆଉ ଥରେ ହେବ ୨୨୦୭ ମସିହାରେ ।

ବେଳେ ବେଳେ ପୂର୍ଣ୍ଣ ଓ ବଳୟ ପରାଗ ଏକା ଥରକେ ଦେଖାଯାଏ । ପରାଗର ଆରମ୍ଭ ଓ ଶେଷ ସମୟରେ ବଳୟ ଗ୍ରାସ ଦେଖାଯାଏ । ମର୍ଦ୍ଦ ଭାଗରେ ପୂର୍ଣ୍ଣ ଗ୍ରାସ ଦେଖାଯାଏ । ସବୁ ପରାଗ ଭଲି ଏଥିରେ ଖଣ୍ଡ ଗ୍ରାସ ମଧ୍ୟ ରହିଥାଏ । ଏକା ପରାଗରେ ତିନୋଟି ଯାକ ରୂପ ଦେଖାଯିବା ଖୁବ୍ ବିରଳ ।

ସର୍ବଧିକ ସମୟ ପାଇଁ ମାନେ ସାବେ ସାତ ମିନିଟ ପାଇଁ ପରାଗ ଦେଖାଯିବା ପୂର୍ଣ୍ଣପରାଗ ବହୁତ ବିରଳ । ଆସନ୍ତା ୨୧୭୮ ମସିହା ଜୁଲାଇ ୪ ତାରିଖ ଦିନ ଏଭଳି ଏକ ପରାଗ ଭାରତକୁ ଦେଖାଯିବ । ମଣିଷ ଦେଖିବାରେ ଏହା ସବୁଠାରୁ ଲମ୍ବା ପରାଗ ହେବ ।

ପୂର୍ଣ୍ଣ ପରାଗ ସମୟରେ ବୈଜ୍ଞାନିକମାନେ ସୂର୍ଯ୍ୟର ଗଠନ, କିରାଟ ମଣ୍ଡଳ, ସୂର୍ଯ୍ୟର ବ୍ୟାସ ମାପିବା ଆଦି ଅନେକ ପ୍ରକାରର ପରାକ୍ଷା କରନ୍ତି । ସେଇପାଇଁ ସେମାନେ ଆଗରୁ ପରାଗର ଠିକ୍ ସମୟ ହିସାବ କରି ରଖିଥାନ୍ତି । ଆମେ ବି ପରାଗ ଦେଖିବାକୁ ଉଚ୍ଚିତବା ନାହିଁ ।

ସୂର୍ଯ୍ୟକୁ ମର୍ଦ୍ଦରେ ରଖି କୋପରନିକସ୍ ଯେଉଁ ସୌରଜଗତର ପରିକଳ୍ପନା ଆଶିଲେ ତାହାକୁ ପ୍ରଥମେ କେହି ମାନିଲେ ନାହିଁ । ତଥାପି ବିଜ୍ଞାନର ବିକାଶ ଧାରା ଉପରେ ତାହାର ବଡ଼ ପ୍ରଭାବ ପଡ଼ିଲା । ତର୍କକୁ ଆଧାର କରି ବିଜ୍ଞାନ ଚିତ୍ରକୁ ଆଗେଇ ନେବା ପାଇଁ ଏହା ବାଟ ଖୋଲିଦେଲା । ଏବେ ମଣିଷ ସେ ବିଷୟରେ ଅନେକ ବାଟ ଆଗେଇ ଯାଇଛି । ତଥାପି ସଂକ୍ରାନ୍ତି, ପରାଗ ଗ୍ରହଣ, ସମାବରଣ ଭଲି ସାଧାରଣ ଘରଣାକୁ ନେଇ ମଣିଷ ମନରେ ଏବେ ବି ବହୁତ ଉପ୍ରେସ ରହିଛି । ଅନେକ ଭୁଲ ଧାରଣା ରହିଛି । ଆଶାକରୁ ଆମର ଏଇ କାର୍ଯ୍ୟକ୍ରମ ମାଧ୍ୟମରେ ଆପଣଙ୍କ ମନର ସଦେହ କିଛିଟା ଦୂର ହୋଇଥିବ । ଏଥର ଆଉ ପରାଗ ବା ଗ୍ରହଣକୁ ଦେଖିବା ପାଇଁ ଉପ୍ରେସ ଲାଗିବ ନାହିଁ । ଏ ବିଷୟରେ କିନ୍ତୁ ପ୍ରଶ୍ନ ଥିଲେ ଆପଣ ଆମ ପାଖକୁ ପଠେଇ ପାରିବେ । ଆମେ କାର୍ଯ୍ୟକ୍ରମ ମାଧ୍ୟମରେ ଆଲୋଚନା କରିବା ପାଇଁ ଚେଷ୍ଟା କରିବୁ । ତେବେ ଆସନ୍ତା ଥରକୁ ଶୁଣିବା ଆସନ୍ତା ଜୁଲାଇ ୨୭ ତାରିଖରେ ହେବାକୁ ଥିବା ଏବର୍ଷର ସମ୍ମୂର୍ଣ୍ଣ ସୂର୍ଯ୍ୟ ପରାଗ ବିଷୟରେ । ସେତେବେଳେ ଯାଏ ବିଦ୍ୟାରେ ନମଶ୍କାର ।